مقدمة في ميكانيكا الكم

تأليف بي. تي. ماثيوز

ترجمة الدكتور/ أسامة زيد إبراهيم ناجى دكتوراة في الفيزياء الذرية والجزيئية النظرية كلية التربية _ قسم الطبيعة والكيمياء جامعة طنطا _ كفر الشيخ



الدار الدولية للنشر والتوزيع مصر ـ القاهرة

مقدمة للمترجم

الحمد لله، وصلى اللهم على سيدنا محمد، وعلى آله وصحبه وسلم. يعد هذا الكتاب من أبرز الكتب التى قدمت لدارسى ميكانيكا الكم، حيث عرضت مواضيعه بطريقة لايحتاج فيها الدارس إلى معلومات سابقة. كما تابع المؤلف تكرار الإشارة إلى المعلومات الجديدة المبنى عليها هذا العلم حتى يصل المبتدىء إلى الألفة معها.

بمجرد الانتهاء من دراسة الباب الثالث يكون الطالب قد اكتسب فهما عاما لفيزياء الكم واستوعب جميع الأسس المبنية عليها، ولايتبقى لـه إلا بعض الإضافات البسيطة التي تدور في نفس المحيط.

فضلا عن أن الكتاب يشمل منهجا متكاملا فى ميكانيكا الكم صالح للتدريس لطلاب السنوات الثالثة والرابعة بكليات العلوم والتربية ومايناظرها، فإنه يحتوى على أجزاء أخرى تعتبر مناهج كاملة فى الفيزياء الذرية والفيزياء النووية، حيث يتجلى مواطن تطبيق هذا العلم.

نلفت انتباه القائمين بتدريس هذا المنهج إلى أن حلول المسائل الواردة بالكتاب تطلب من المترجم إذا دعت الضرورة لذلك.

أرجو من الله أن يكون هذا العمل خالصا لوجهه، وابتغاءً لمرضاته. عن أنس رضى الله عنه قال: قال رسول الله صلى الله عليه وسلم، ألا أخبركم عن الأجود؟ الله الأجود، وأنا أجود ولد آدم، وأجودكم من بعدى رجل علم علما فانتشر علمه، يُبْعَث يوم القيامة أمة وحده، ورجل جاد بنفسه فى سبيل الله حتى يقتل.

المترجم د. أسامة زيد إبراهيم ناجى

الحروف اللاتينية

Greek	Greek letter		Greek	Greek letter	
name	Lower	Capital	name	Lower	Capital
A 11	case a			case	
Alpha		A	Nu	ν	N
Beta	β	B	Xi	ξ	Ξ
Gamma	γ	Γ	Omicron	0	0
Delta	δ	Δ	Pi	π	П
Epsilon	3	${oldsymbol{E}}$	Rho	ρ	Р
Zeta	ζ	Z	Sigma	σ	Σ
Eta	η	H	Tau	τ	Т
Theta	θ	Θ	Upsilon	υ	Y
Iota	ι	Ι	Phi	φ	Φ
Kappa	κ	K	Chi	χ	X
Lambda	λ	Λ	Psi	ψ	Ψ
Mu	μ	Μ	Omega	ω	Ω

المحتويات	
الجزء الأول	
الصياغة الأساسية	
مقدمة	الباب الأول
الفيزياء الكلاسيكية	1-1
(أ) میکانیکا نیوتن	
ب) النظرية الكهرومغناطيسية	
فشل التصورات الكلاسيكية-نظرية الكم القديمة	7-1
(أ) الصورة الجسيمية للإشعاع وفرض بلانك	
(ب) الصورة الموجية للمادة وفرض دي برولي ٢٢	
(ج) المستويات المتقطعة وفرض بوهر	
ملخص	۳-۱
مسائل ۱	
المؤثرات٣١	
تعاريف ومعادلات المؤثرات ٣١	1-1
معادلة القيمة المناسبة	۲-۲

٣٤ علاقات المبادلة ٣٤

٤-٢ ملخص

٥

مسائل ۲

۳۷	ميكانيكا الكم	الباب الثالث ،	
اس) ۳۲	عملية الملاحظة (القيا	1-3	
ت: الفروض التفسيرية	المؤثرات والملاحظان	۲-۳	
٤٢	الفروض الفيزيائية	۳-۳	
٤٣	(أ) مبدأ التناظر		
٤٤ ······	(ب) مبدأ التتام	\rightarrow	N
ستويات الطاقة المتقطعة	معادلة شرودنجر ومس	٤-٣	
تطابق	دوال الحالة وتكامل ال	0-7	
٥٦	مبدأ عدم التحديد	۳-۳	
78	ملخص	٧-٣	
۲٦	مسائل ۳		

)

الحركة في بعد واحد	الباب الرابع
خطوة الجهد	1-1
۲، ^E o >V (أ) Eo >V (أ)	
(ب) E _∞ <v (ب)="" e<="" th=""><td></td></v>	
الحالة (أ) E ₀ >V (كميا)	
الحالة (ب) E _o <v (كميا)<="" th=""><td></td></v>	
الندية	۲-٤
الحالات المقيدة	٣-٤
مسائل ٤	

۸۷		التوافقى	المهتز	الخامس	الباب
۸۷		لكلاسيكية…	النظرية ا	1-0	
۸۸	المناسبة	لكمية-القيم	النظرية ا	٥-٢	
توليد ۲۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰	مؤثرات الإفناء وال	م المناسبة-م	دوال القيم	۳-0	
٩٤			ملخص .	٤-٥	
٩٤		•••••	مسائل ہ		

الجزء الثانى

الفيزياء الذرية

99	، كمية الحركة الزاوية	الباب السادس
زاوية٩٩	مؤثرات كمية الحركة الر	۱-٦
۱	المركبة-z	۲-٦
لية-القيم المناسبة	كمية الحركة الزاوية الكا	۳-٦
الاتجاهى	الدوال المناسبة والرسم ا	٤-٦
117	الندية	0-7
118	ملخص	٦-٦
112		

طاقة الوضع المركزية: ذرة الهيدروجين	الياب السايع
الحركة في مجال طاقة وضع مركزية	1-4
ذرة الهيدروجين	۲-۲
الأعداد الكمية	۳-۷

الدوال المناسبة	٤-٧
حركة مركز الكتلة	٥-٧
ملاحظات عامة	٦-٧
مسائل ۲	

	المغزلية والإحصاء	الباب الثامن
۱۳۳	تأثير زيمان	۱-۸
۱۳٦	المؤثرات المصفوفة	۲-۸
۱۳۹	المغزلية	۳-۸
١٤٥	الإحصاء ومبدأ الاستبعاد	٤-٨
١٤٩	التركيب الذرى	0-1
101	عرض للتطورات الإضافية .	٦-٨
100	مسائل ۸	

الجزء الثالث

الفيزياء النووية

	استطارة رذرفورد وتحلل-ألفا	الباب التاسع
109	استطارة رذرفورد	1-9
177	التفاعلات النووية	۲-۹
172	تحلل-ألفا	۳–۹
۱۷۲	ملخص	٤-٩
١٧٣	مسائل ۹	

	نظرية الاستطارة	العاشر	الباب
١٧٥	مقدمة	1-1.	•••
١٧٦	نظرية الاستطارة الكلاسيكية	۲-۱۰	
سلبة ١٧٩	 (أ) الاستطارة الكلاسيكية الناشئة عن كرة م 		
۱۸۱	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·		
۱۸۳	نظربة الاستطارة الكمية	۳-۱.	
187	تحلبان ازاحة الطور	٤-),	
197	النظام المعملى ونظام مركز الكتلة	0-1.	
197	ملخص	7-1.	
97	مسائل ، (

الباب الحادى عشر تفاعل النيوكلون-نيوكلون

الديوترون	1-11
استطارة النيوترون-بروتون	7-11
التفاعلات المعتمدة على المغزلية	۳-۱۱
عرض للتطورات الإضافية	٤-١١

الجزء الرابع النظرية العامة والفيزياء النووية-الجزئية

الباب الثانى عشر المؤثرات ومتجهات الحالة ١٢-١ رموز دير اك

ىدية ٣٢٨	مؤثرات الملاحظة–المسعاه	7-17
۲۳۳	التتام	٤-١٢
۲٤٠	وسائل استخدام المؤثر ات .	0-12
۲٤٠	(أ) المهتز التوافقي	
۲٤٣	 (ب) كمية الحركة الزاوية 	
۲٤٨	ملخص	7-17
۲٥.	مسائل ۱۲	

	القاعدة الذهبية	الباب الرابع عشر
لتمدة على الزمن	ظرية الاضطراب الم	31-12
۲۸٤	استطارة طاقة الوضع	۲-۱٤
79)	لانتقالات الإشعاعية	۳-۱٤
۲۹۸	حلل-بيتا	5 2-12
۳. ٤	لخص	a 0-12

۳0.		١٤	مسائل
-----	--	----	-------

عشر التماثل الوحدى والفيزياء النووية-الجزئية	الباب الخامس
التفاعلات القوية والشحنة الكهربية والشحنة الباريونية	1-10
والشحنة الفوقية	
المغزلية النظائرية والمجموعة (2)SU	4-10
طريقة الثماني والمجموعة (3)SU	۳-10
ملخص	٤-١٥

۳۳۱	Jo
-----	----

الجزء الأول الصباغة الأساسية

الباب الأول

مقدمة

تعد ميكانيكا الكم أنها النظرية التى نتعامل بها مع الأنظمة الذرية والنووية. تطورت هذه النظرية من خلال الميكانيكا الكلاسيكية وعلى وجه الخصوص ميكانيكا نيوتن⁽¹⁾ والنظرية الكهرومغناطيسية لماكسويل⁽²⁾ .

نبدأ در استنا بعرض تصور ات النظرية الكلاسيكية⁽³⁾، ثم بعدها نوضح عدم كفاية هذه التصور ات كلية لوصف الأنظمة الذرية، وسوف نستعرض الفروض التى أدخلها كل من بلانك⁽⁴⁾ وبو هر⁽³⁾ ودى برولى⁽⁶⁾ على النظرية الكلاسيكية لتأسيس مايسمى بميكانيكا الكم القديمة⁽⁷⁾. تلك الفروض أمدتنا بوصف فلسفى، غير مقنع ولكنه ناجح جزئيا، للظو اهر الذرية مما أدى إلى إعادة الصياغة الأساسية للنظرية الفيزيائية الخاصة بالأنظمة الميكروسكوبية⁽⁸⁾، وهذا ماسوف نقدمه فى الأبواب التالية.

۱-۱ الفيزياء الكلاسيكية
 (أ) ميكانيكا نيوتن
 ينظر إلى المادة، من الوجهة الكلاسيكية، على أنها تتكون من جسيمات ينظر إلى المادة، من الوجهة الكلاسيكية، على أنها تتكون من جسيمات نقطية تتحرك تحت تأثير قوى التفاعل المتبادلة فيما بينها طبقا لقوانين, نوتن. أهم هذه القوانين هو قانون الحركة العجلة

⁽¹⁾ Newtonian mechanics (2) Maxwell's electromagnetic theory

⁽³⁾ classical theory (4) Plank (5) Bohr (6) De Broglie

⁽⁷⁾ old quantum mechanics (8) microscopic systems

بالاشتراك مع قانون الجاذبية.

نجحت هذة النظرية فى وصف حركة الكواكب، كما أمدنتا بوجه عام بوصف مقنع لحركة الأنظمة الماكروسكوبية⁽¹⁾ المتعادلة كهربيا. جوهر ميكانيكا نيوتن يكمن فى أننا نتعامل مع المادة فى صورة جسيمات بكتلة محددة، كما أن حركة أى جسيم حر⁽²⁾ تعرف تعريفا تاما بدلالة طاقتـه E وكمية حركته P .

(ب) النظرية الكهرومغناطيسية

يهتم الشق الثانى من الفيزياء الكلاسيكية بدراسة الظواهر الكهربية والمغناطيسية، حيث نجد أن أفضل وصف لها يتم بدلالة المجالين الكهربى E(x) والمغناطيسى (B(x). يرتبط هذان المجالان بكثافة الشحنة⁽³⁾ وكثافة التيار⁽⁴⁾ من خلال معادلات ماكسويل المعروفة (يمكن الرجوع لهذه المعادلات فى أى كتاب آخر، وذلك لعدم احتياجنا لتلك المعادلات على وجه الخصوص فى در استنا الحالية). غاية مافى الأمر أننا نستخلص من هذه المعادلات (فى الفراغ الحر⁽³⁾) أن كلا من المجال الكهربى والمجال المغناطيسى يحقق المعادلة:

$$\left(\frac{1}{c^2}\frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2\right) \begin{bmatrix} E(x) \\ B(x) \end{bmatrix} = 0 \qquad (1-1)$$

هذا ينص على أن هذين المجالين ينتشر ان فى الفراغ على شكل موجىت⁽⁶⁾ بسرعة ثابتة c. وقد كان من تخمين ماكسويل أن هذه الموجات وبترددات

⁽¹⁾ macroscopic systems (2) free particle

⁽³⁾ charge density (4) current density (5) free space (6) waves

مناسبة هى التى تميز الإشعاع أو الضوء المرئــى⁽¹⁾. مـألوف لنـا الآن الأشكال الأخرى لمثل هذا الإشعاع، ابتداء من مدى الترددات المنخفضة للغاية المستخدمة فى الرادار⁽²⁾ وعلم الفلك الإشعاعى⁽³⁾، مرورا بالمدى المرئى للإشعاع حتى نصل إلى الإشعاعات ذات الترددات العالية جدا مثل الأشعة السينية⁽⁴⁾ وإشعاعات جاما⁽³⁾.

ندرك في علم الضوء الهندسي⁽⁶⁾ وجود العديد من الظواهر التي تفسر دون الرجوع إلى التصور الموجى للإشعاع. إلا أن حالتي التداخل والحيود⁽⁷⁾ لاتفسر تفسيرا مقنعا إلا تحت شرط التصور الموجى للإشعاع. يعبر عن الموجة النموذجية على النحو:

 $\exp\left[-\iota(\omega t - k \cdot x)\right] \tag{Y-1}$

حيث تميز الموجة بكل من التردد الزاوى⁽⁸⁾ ω ومتجه الانتشار⁽⁹⁾ **k** (يرتبط الستردد v والطول الموجى λ بكل من $k \cdot \omega$ ، ω ، $k \cdot \omega$ بكال من λ بكال مرد λ بكال مرد λ بكال مرد λ بالعلاقتين $\lambda = 2\pi/\lambda$, $\omega = 2\pi v$ $\omega = |k|c$ (ν -1)

يمكن الجمع بين هذين الشقين، الميكانيكا والكهرومغناطيسية، باستخدام v قانون لورنز ⁽¹⁰⁾، الذى ينص على أنه إذا تحرك جسيم شحنته e بسرعة v تحت تأثير مجال كهربى ومجال مغناطيسى فسوف يتأثر بقوة مقدارها $F(x) = e\left(E(x) + \frac{1}{c}v \land B(x)\right)$

من ناحية المبدأ، استطاع هذا التصور الكلاسيكي للعالم (و هو اعتبار

(5) γ -rays (6) geometrical optics (7) interference and diffraction (8) angular frequency (9) propagation

⁽¹⁾ visible light (2) radar (3) radio astronomy (4) X-rays

⁽⁸⁾ angular frequency (9) propagation vector (10) Lorentz law

أن المادة تتكون من جسيمات نقطية والإشعاع يتكون من موجات) أن يمدنا بالصياغة الأساسية اللازمة لوصف كل الظواهر الفيزيانية؛ بكون الجسيمات النقطية هى البروتونات والإلكترونات (حيث كل منهما يميز بكتلة معينة ويحمل وحدة الشحنة الكهربية) التى يتم التفاعل فيما بينها تبعا للقوى الكهرومغناطيسية وقوى الجاذبية الأساسية.

إلا أنه، وحتى قبل اكتشاف البروتون، برهنت التصورات الكلاسيكية على عدم كفايتها تماما لوصف حركة الإلكترون أوكيفية تفاعله مع الإشعاع.

۲ فشل التصورات الكلاسيكية – نظرية الكم القديمة

(أ) الصورة الجسيمية للإشعاع () وفرض بلانك

من الناحية التاريخية، ظهر أول دليل على فشل التصورات الكلاسيكية من دراسة ظاهرة إشعاع الجسم الأسود⁽²⁾ ، التى انصبت الدراسة فيها على ديناميكية تبادل الطاقة بين الإشعاع والمادة. كلاسيكيا فقد افترض أن هذا التبادل يتم بصورة متصلة⁽³⁾ ، بمعنى أن أى إشعاع بتردد زاوى w يمكن أن يعطى أى مقدار من الطاقة عند الامتصاص⁽⁴⁾. هذا المقدار يعتمد بالتحديد، لأى حالة خاصة، على شدة الطاقة⁽³⁾ فى الإشعاع. أظهر بلانك إمكانية الحصول على معادلة ديناميكية صحيحة لوصف إشعاع الجسم الأسود وذلك فقط على فرض أن تبادل الطاقة بين المادة والإشعاع يتر د زاوى w

⁽¹⁾ particle aspects of radiation (2) black body radiation

⁽³⁾ continuous (4) absorption (5) energy intensity (6) discrete

يقوم بتبادل الطاقة مع المادة بوحدات ħw فقط، حيث ħ ثـابت عـام؛ يرتبـط بثابت بلانك بالعلاقة:

 $h = 2\pi\hbar = 6.62 \times 10^{-27}$ cgs (0-1)بطريقة أخرى، بمكن القول أن فرض بلانك بنص على أن أي إشعاع بتردد ٥ يتصرف كما لو كان عبارة عن تيار من الجسيمات (سميت هذه الجسيمات فيما بعد بالفوتونات())، وكل جسيم يحمل طاقة مقدار ها $F = \hbar \omega$ (1-1) وأن هذه الطاقة بمكن أن تتبعث أو تمتص بواسطة المادة. نظر الانبعاث الفوتونات بسرعة مساوية لسرعة الضوء، فإنه طبقا للنظرية النسبية الخاصة تكون كتلة سكونها⁽²⁾ مساوية للصفر . تكتب العلاقة النسبية بين الطاقة E وكمية الحركة الخطية P على النحو $\frac{E^2}{c^2} = P^2 + m^2 c^2$ (1-1) وحيث أنه للفوتونات m = 0 ،يكون $b = \frac{1}{E}$ $(\Lambda - 1)$ بحذف c من المعادلتين (۱–۳)، (۱–۸) وإعادة كتابة المعادلة (۱–۲) مـرة أخرى، نجد $E = \hbar \omega$ (9-1) $P = \hbar k$ هذه المعادلة تظهر بوضوح العلاقة بين البار امتر آت الجسيمية (E, P)، أى التي تميز الجسيمات، والبار امترات (ω, k) للموجة المناظرة.

(1) photons (2) rest mass

۱٩

تتجلى بوضوح الصورة الجسيمية للإشعاع فى ظاهرة التأثير الكهروضوئى⁽¹⁾. فعند سقوط حزمة من الأشعة، وحيدة الطول الموجى⁽²⁾، التى ترددها الزاوى ω ، على سطح معدن ينبعث من هذا المعدن عدد من الإلكترونات. إذا كان $\hbar\omega$ أصغر من مقدار محدد W (W تعتمد على طبيعة المعدن) لا ينبعث أى إلكترونات من سطح المعدن مهما تغيرت شدة المعدن الإشعاع الساقط. أما إذا كان w > W

 $\hbar\omega = W + T \qquad (1 \cdot -1)$

من الملاحظ أنه حتى فى حالة انبعاث إلكترونات فإن طاقة حركتها T لاتعتمد على شدة الإشعاع الساقط ولكن تعتمد على تردده فقط. هذا مالايمكن فهمه على أساس المفهوم الكلاسيكى لتبادل الطاقة بين المادة والإشعاع بصورة متصلة. إلا أنه من السهل فهم ظاهرة التأثير الكهروضوئى على أساس فرض فوتونات بلانك، وذلك كما يلى:

W هو مقدار الشغل اللازم لتحرير إلكترون واحد من طاقة الوضع الجاذبة بسطح المعدن. الطاقة $\hbar\omega$ تنتقل بو اسطة الفوتونات إلى الإلكترون الموجود بسطح المعدن. فإذا كان طاقة الفوتون أقل من W لاينبعث أى إلكترونات. أما إذا كان طاقة الفوتون أكبر من W وأعطى الفوتون كل طاقته، $\hbar\omega$ ، لإلكترون ما فإن هذا الإلكترون يتحرر حاملا طاقة حركة تعطى بالمعادلة (1--1).

يعتبر التأثير الكهروضوئى تأكيدا مباشرا على فرض بلانك، حيث يعتمد فقط على ميكانيكية تبادل الطاقة بين الإشعاع والمادة (الإلكترونات)

(1) photoelectric effect (2) monochromatic light

ولايدخل في هذه الظاهرة أي تأثيرات فيزيائية أخرى.

التأثير الكهروضوئى وإشعاع الجسم الأسود يوضحان فقط أن تبادل الطاقة يتم بوحدات ħω. أما الطبيعة الجسيمية للإشعاع نفسه فنتجلى عند در اسة استطارة الأشعة السينية بو اسطة الإلكترونات (تأثير كومتون⁽¹⁾). نعتبر اصطدام فوتون كمية حركته P₁ (طاقته P₁) مع إلكترون ساكن كتلته نعتبر اصطدام فوتون كمية حركته اP₁ (طاقته P₁) مع إلكترون ساكن كتلته m. بعد التصادم تصبح كمية حركة الفوتون P₂ (طاقته P₂) ،وكمية حركة الإلكترون P₂.

$$\mathbf{P}_1 = \mathbf{P}_2 + \mathbf{P}_e \tag{(1)-1}$$

ومنه

$$P_e^2 = P_1^2 + P_2^2 - 2P_1P_2\cos\vartheta$$
 (۱۲–۱)
 p_2
 p_2
 p_2
 p_2
 p_2
 p_2
 p_2
 p_2
 p_3
 p_4
 p_2
 p_2
 p_2
 p_3
 p_4
 p_2
 p_2

باستخدام قانون حفظ الطاقة المستنتج من النظرية النسبية الخاصة (انظر

المعادلة (١-٧)) ، نحصل على $P_1 + mc = P_2 + (P_c^2 + m^2 c^2)^{1/2}$ (17-1) بحذف P_{1}^{2} من المعادلتين (1-11)، (1-11) نجد $(1 \leq -1)$ $mc(P_1 - P_2) = 2P_1P_2\sin^2\vartheta/2$ بالقسمة على P1 P2 والتعبير عن الناتج في صورة الطول الموجى الذي يعطى من المعادلة (١-٩) بالعلاقة $\lambda = \hbar | p$ (10-1)نحصل على (17 - 1) $\lambda_2 - \lambda_1 = 2\lambda_s \sin^2 \vartheta / 2$ حيث ٢ هو طول موجة كومتون للإلكتر ون(١) ، ويساوى $\lambda_{\rm s} = \hbar/m_{\rm c} \approx 4 \times 10^{-11}$ (1Y-1)cm كيفية التغير فيالطول الموجى، المعادلة (١–١٦)، الذي يعتمد علمي زاويـة استطارة الفوتون فقط، ولايعتمد على تـردد الإشـعاع السـاقط، هـو مـالوحظ عمليا بالفعل. حصلنا على هذا البرهان النظري على أساس معاملة الفوتون كجسيم، أي على أساس التصور الجسيمي للإشعاع. الجدير بالذكر أنه لايمكن الحصول على معادلة نظرية تتفق مع الملاحظ تجريبيا تحت فرض التصور الموجى للإشعاع.

(-) الصورة الموجية للمادة⁽²⁾ وفرض دى برولى

(1) electron Compton wave-length (2) wave aspects of matter

جاءت تجارب دافيسون وجرمر⁽¹⁾ لتتمم التأثيرات السابقة التى تجلت فيها الصورة الجسيمية للإشعاع. بينت هذة التجارب أنه عند انعكاس حزمة من الإلكترونات من على سطح بلورة النيكل فإن الإلكترونات المنعكسة تكون نموذجا للحيود⁽²⁾ مشابها تماما لنموذج حيود الضوء بو اسطة المحزوز. ظهر أيضا أن نموذج حيود الإلكترونات لايختفى حتى لو كانت كثافة الإلكترونات صغيرة بدرجة كافية لمرور إلكترون واحد فقط بالجهاز عند كل لحظة زمنية. وبما أن الحيود يعد من الظواهر الموجية فإن تجلى هذه الظاهرة تحت هذه الظروف يدلل على أن موجة بشكلها العام، المعادلة مايعبر عنه بالبار امترات (E, P).

حتى قبل تجارب دافيسون وجرمر فقد خمن دى برولى أن المعادلة (١-٩)، التى تربط بين الشكل الجسيمى والموجى للإشعاع، يجب أن تطبق أيضا على الإلكترونات. هذا يعنى أن أى إلكترون طاقته E وكمية حركته P يصاحبه بطريقة ما موجة دى برولى،

 $\exp\left[-\iota(Et - P \cdot x)/\hbar\right]$ (1A-1)

تلك العلاقة التى تجمع بين البار امترات الجسيمية والموجية، مع قيمة ħ التى عينت من قبل بو اسطة التأثيرات الإشعاعية، تمدنا بالمعادلة التجريبية الصحيحة التى تربط بين عرض مناطق الحيود⁽³⁾ وطاقة الإلكترونات (انظر المسألة 1-0).

⁽¹⁾ Davisson and Germer

⁽²⁾ diffraction pattern

⁽³⁾ diffraction bands

(ج) المستويات المتقطعة⁽¹⁾ وفرض بو هر

ظهر فشل النظرية الكلاسيكية أكثر وضوحا عند تطبيقها على حركة الإلكترون بذرة الهيدروجين. بر هنت تجارب رذرفورد⁽²⁾ على إمكانية النظر للذرة على أنها عبارة عن إلكترونات سالبة الشحنة (إلكترون واحد فى حالة الهيدروجين) تدور حول نواة موجبة الشحنة وتقيلة نسبيا (بروتون⁽³⁾ واحد فى حالة الهيدروجين). بإهمال الإشعاع فإن هذا النظام يشبه تماما حركة أى كوكب حول الشمس، مع استبدال قوى الجاذبية بين الكتل بالتجاذب الكولومى⁽⁴⁾ بين الشحنات.

من غير المعقول (رغم النجاح العظيم لقوانين نيوتن للجذب بين الكتل) اعتقاد أن التشابه الكهربى سوف يمدنا بدفعة قوية للنظرية الكلاسيكية. سبب ذلك يرجع بالطبع إلى أننا لانستطيع إهمال الإشعاع. فالإلكترون الدوار عبارة عن شحنة سريعة التعجيل وعليه يعمل، طبقا لنظرية ماكسويل، كمصدر لطاقة مشعة. وتبعا للنظرية الكلاسيكية ففى حوالى ماكسويل، كمون لطاقة مشعة. وتبعا للنظرية الكلاسيكية ففى حوالى الميكانيكية على شكل ومضة قصيرة من الضوء.

يرتبط تردد الإشعاع الصادر بتردد الإلكترون فى مداره. وعليه فعندما يشع الإلكترون طاقة فإن تردده، كلاسيكيا، سوف يتغير بسرعة وبصورة متصلة وبالتالى يتولد إشعاع على مدى متصل من الترددات.

مما سبق نستنتج أن النظرية الكلاسيكية لذرة رذرفورد تملى علينا الخاصيتين الآتيتين:

(4) Coulomb attraction

⁽¹⁾ discrete levels (2) Rutherford (3) proton

١- يجب أن تكون الذرة غير مستقرة على الإطلاق.
 ٢- يجب أن تشع طاقة على مدى متصل من الترددات.
 ٨ النان الخاصيتان فى تناقض تام مع الواقع الفعلى. واضح أن الخاصية الأولى غير متحققة، حيث أن الذرات تعتبر من أكثر الأشياء التى نعرفها استقرارا. أما تناقض الخاصية الثانية مع الواقع التجريبي فقد ظهر من الدراسة المفصلة للإشعاع الصادر من ذرة الهيدروجين، التى أجراها بالمر⁽¹⁾ سنة ١٨٨٥، حيث تحقق من أن الترددات المنبعثة تكون متقطعة، وأن بعض الخلورية.

 $\omega = N\left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2}\right)$, n = 3, 4, 5, ... (19-1)

يعد ظهور هذه الفئة المتقطعة من القيم الممكنة للترددات أنها من السمات الوصفية الجديدة للذرة. كلاسيكيا، التردد الزاوى w يتغير بصورة متصلة.

اقترح بوهر بعض القواعد، لاستخلاص النتائج الملاحظة بالتجربة من النظرية شبه الكلاسيكية. ولتبسيط الإجراءات الرياضية سنذكر ذلك للمسارات الدائرية فقط.

وضع بوهر القواعد التالية: (أ) قيمة كمية الحركة الزاوية / للإلكترون تمثّل بعدد صحيح مضروبا في ħ

(1) Palmer

(ب) ينبعث إشعاع عندما يُحدِث الإلكترون إنتقالات متقطعة من مدار طاقته E_n إلى آخر طاقته E_n، مثـلا. والـتردد الـزاوى الناشـىء يعيـن مـن العلاقة

 $\hbar\omega_{\mathbf{n}\mathbf{n}'} = \left| \mathbf{E}_{\mathbf{n}} - \mathbf{E}_{\mathbf{n}'} \right| \tag{(Y)-1}$

بتطبيق هذه القواعد على ذرة الهيدروجين التى فيها يدور الإلكترون الذى كتلته m بسرعة زاوية ω حول نواة (ثابتة) مُحدِثا مسارا دائريا نصف قطره a (لاحظ أن ω هى السرعة الزاوية للإلكترون فى مساره الدائرى، أما ω_{nn} فهو التردد الزاوى للإشعاع الصادر نتيجة لانتقال الإلكترون بين المستويين 'n, n). حينئذ تكون معادلة الحركة التى تربط التجاذب الكولومى بالعجلة المحورية، على النحو ($(e_M^2 = e^2/(4\pi\epsilon_0))$ بالعجلة المحورية، على النحو ($(e_M^2 = ma\omega^2)$ أما القاعدة الأولى لبو هر فتعطى

 $m a^2 \omega = n\hbar$, n = 1, 2, 3, ...بحل هاتان المعادلتان نحصل على فئة من أنصاف أقطار المسارات المتقطعة الممكنة

$$a_n = \left(\frac{\hbar^2}{m e_M^2}\right) n^2 = a_o n^2 \qquad (\forall \xi - 1)$$

والسرعات الزاوية المناظرة $\omega = \frac{\mathrm{me}_{\mathrm{M}}^{4}}{\hbar^{3}} \frac{1}{n^{3}}$ (۲٥-۱)

تعطى الطاقة الكلية من طاقتي الحركة والوضع. لذلك فإن قيم المستويات المتقطعة للطاقة تساوى

$$E_{n} = \frac{m}{2}a_{n}^{2}\omega^{2} - \frac{e_{M}^{2}}{a_{n}} = -\frac{me_{M}^{4}}{2\hbar^{2}}\frac{1}{n^{2}}$$
$$= \left(-\frac{1}{2}\frac{e_{M}^{2}}{a_{o}}\right)\frac{1}{n^{2}}$$
(Y7-1)

المسافة الأساسية _a، المعرفة بالمعادلة (١-٢٢)، هي نصف قطر أدنى مستوى طاقة لبوهر . ومن المعادلة (١-٢١) فإن الترددات الزاوية الممكنة للإشعاع هي

$$\omega_{nn'} = \frac{e_M}{2\hbar a_o} \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{{n'}^2} \right)$$
 (YV-1)

الفئة التي فيها n = 2، 3,4,5 = 'n عبارة عن ثلاثة خطوط تقع في المنطقة المرئية من الضوء، وتُكون جزء من مجموعة بالمر سالفة الذكر.

ذرة بوهر مستقرة، حيث لايوجد إمكانية لانبعاث أى طاقة إشعاعية بمجرد أن يصل الإلكترون إلى أدنى مستوى طاقة E₁، المعطى بالمعادلة (1-1).

۲-۱ ملخص

عمليات تفسير الظواهر الذرية كلاسيكيا، بإدخال علاقات اختيارية إضافية، تمت لحالات غير التى أشرنا إليها من قبل. ولكن لايوجد سبب هنا للإسهاب أكثر من ذلك. من غير المقنع التعامل مع كل من الإشعاع والمادة فى بعض الأحيان باعتبار ها موجات، وفى أحيان أخرى باعتبار ها جسيمات، وذلك بطريقة اختيارية ظاهرة. كما أننا حصلنا أيضا على المستويات المتقطعة لذرة الهيدروجين بتطبيق قواعد أدخلت *بالتخمين*، وهذا يخالف فحوى الميكانيكا الكلاسيكية. ما نتطلبه هو صياغة أساسية لنظرية جديدة تُبقى التصورات الكلاسيكية صحيحة، وفى نفس الوقت تطفو قواعد بلانك و بوهر ودى برولى كنتيجة طبيعية لتكوين متر ابط. هذا هو جوهر ميكانيكا الكم التى سنؤسس مبادئها بالباب الثالث. لهذا تدخل القواعد السابقة كمرشد هام فى بناء هذه النظرية. من هنا نرى أن السمات الأساسية، الغير كلاسيكية، التى يستلزم ظهورها بطريقة طبيعية فى النظرية الجديدة هى 1- الصورة الجسيمية للإشعاع-الفوتونات---(بلانك)؛ ٢- الصورة الموجية للجسيمات---(دى برولى)؛

٣- ظهور بعض المتغيرات الفيزيائية فى صورة فئة متقطعة (بدلا من المدى المتصل) من القيم الممكنة وعلى وجه الخصوص مستويات طاقة ذرة الهيدروجين --- (بو هر).

مسائل

١

١-٢ ماهو نصف قطر أدنى مستوى طاقة لبوهر ، بالسنتيمتر ؟ ماهى طاقة الحالة الأرضية بالإرج وبالإلكترون فولت؟ برهن على أن طاقة الحركة فى أى مدار كولومى دائرى تساوى الطاقة الكلية فى المقدار وتختلف معها فى

الإشارة. ومن ثم وضح أن كمية الحركة المماسية فى أدنى مدار لبوهر
تساوى حوالى mks
$$^{2-1}$$
 mks د 2 .
 1^{-7} أوجد الزمن اللازم لعمل دورة كاملة، بأدنى مدار لبوهر ، بدلالة كل
من \hbar m, من أوجد قيمة هذا الزمن بالثوانى.
 $1-3$ وضح أن السرعة v للإلكترون، فى أدنى مدار لبوهر ، تساوى
 $1-3$ وضح أن السرعة v للإلكترون، فى أدنى مدار لبوهر ، تساوى
(هذه النسبة هى $v/c = 3\hbar/n^3$ ، وتعرف بثابت التركيب الدقيق⁽¹⁾. أنظر
(هذه النسبة هى $v/c = 3\hbar/n^2$ ، وتعرف بثابت التركيب الدقيق⁽¹⁾. أنظر
المعادلة (Λ - τ)).
 $1-0$ وضح أن الطول الموجى λ المصاحب لإلكترون طاقة حركته T
النظرية عند تطبيقها على ذرة الهيدروجين؟
 $1-0$ وضح أن الطول الموجى λ المصاحب لإلكترون طاقة حركته T
يكتب، طبقا لعلاقة دى برولى ($1-9$)، كما يلى:
 $1-0$ وضح أن الطول الموجى λ المصاحب لالكترون طاقة حركته T
يكتب المقادلة القياسية لمحزوز الحيود فإن الأطوال الموجية، التى تتداخل

المسافات بين الذرية لها d، تعطى بالعلاقة

$$n\lambda = d\sin\vartheta$$

$$n=1$$
; $\sin \vartheta \approx 1$; $d \approx a_{o}$

بوضع نحصل على

⁽¹⁾ fine structure constant

بمساواة العلاقتان المعبرتان عن λ ببعضهما، نحصل على ħ بدلالة طاقة حركة الإلكترونات في تجربة للحيود.

 $2\pi\hbar = \sqrt{2mT}a_{o}$

بين أنه عندما يكون T = 50 eV (تلك هى القيمة المستخدمة فى تجربة دافيسون وجرمر) فإن هذا يؤدى إلى قيمة للثابت ħ متفقة مع التى حصل عليها بلانك، وكذلك مع القيمة المستنتجة من علاقة بوهر.

÷

الباب الثانى المؤثر ات⁽¹⁾

۲-۱ تعاريف ومعادلات المؤثرات⁽²⁾

قبل البدأ فى وضع أسس ميكانيكا الكم يجب تقديم ذلك الجزء من النظرية الحسابية، ألا وهو المؤثرات. حيث أنه يلعب دورا حيويا فيما سيأتى من دراسة.

باختصار نقول أن المؤثر، الذى نرمز له بالرمز \hat{A} ، يمثل أى عملية حسابية تطبق على أى دالة فى x ، مثلا، وتحولها إلى دالة أخرى. من أبسط الأمثلة على المؤثر ات، هو اعتبار أن المؤثر \hat{A} نفسه دالة فى x، أى (x) \hat{A} ، واعتبار العملية الحسابية أنها عملية الضرب. لذلك فإننا نضع، $\hat{A}(x) = x$

حینئذ، المؤثر x یؤثر علی أی دالة ψ(x) ویحولها إلی دالة جدیدة (x) و یعولها الی دالة جدیدة (x) به و موثر xψ(x)

مثال آخر أقل سهولة هو اعتبار العملية الحسابية أنها عملية التفاضل. أى وضيع المؤثر Â في صيورة أى دالية في $\partial/\partial x$ ، أى أن $\hat{A} = \hat{A}(\partial/\partial x)$

 $\hat{A} = \partial^2 / \partial x^2$ مثلا $\hat{A} = \partial^2 / \partial x^2$ معا، أى أن للحصول على مؤثر أكثر عمومية نعتبر أنه دالة فى x, $\partial/\partial x$ معا، أى أن $\hat{A} = \hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x})$

(1) operators (2) operator equations

نحن الأن بصدد إدخال فكرة معادلة المؤثر . نعتبر المؤثر

$$\hat{A}(x,\frac{\partial}{\partial x}) = \frac{\partial}{\partial x}x$$
 (1-7)

لهذا، فإنه لأى دالة (x) ψ يكون

$$\left(\frac{\partial}{\partial x}x\right)\psi(x) = \psi(x) + x\frac{\partial\psi}{\partial x} \qquad (\Upsilon - \Upsilon)$$

$$= \left(1 + x \frac{\partial}{\partial x}\right) \psi(x) \qquad (\Upsilon - \Upsilon)$$

للحصول على المتساوية الأولى (٢-٢) استخدمنا القاعدة العادية لتفاضل حاصل الضرب (xψ(x. وهى نفسها الفكرة العادية لأن المشتقة δ/θ تؤثر فقط على أى دالة تتواجد على يمينها.

نظر الأن المتساوية الأخررة (٢-٣) متحققة لأى دالة $\psi(x)$ فيمكن ملاشاة المعامل $\psi(x)$ الموجود على يمين الطرفين، ونكتب معادلة المؤثر

$$\frac{\partial}{\partial x} x = 1 + x \frac{\partial}{\partial x} \qquad (\xi - Y)$$

وعلى وجه العموم، فلأى معادلة مؤثر مكتوبة على النحو $\hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x}) = \hat{B}(x, \frac{\partial}{\partial x}) + \hat{C}(x, \frac{\partial}{\partial x}) = \hat{B}(x, \frac{\partial}{\partial x}) + \hat{C}(x, \frac{\partial}{\partial x})$

$$\hat{A}(x,\frac{\partial}{\partial x})\psi(x) = \left[\hat{B}(x,\frac{\partial}{\partial x}) + \hat{C}(x,\frac{\partial}{\partial x})\psi(x)\right]\psi(x) \quad (7-7)$$
وذلك لأى دالة (x).

نحن الأن بصدد إدخال فكرة معادلة المؤثر . نعتبر المؤثر

$$\hat{A}(x,\frac{\partial}{\partial x}) = \frac{\partial}{\partial x}x$$
 (1-7)

لهذا، فإنه لأى دالة (x) ψ يكون

$$\left(\frac{\partial}{\partial x}x\right)\psi(x) = \psi(x) + x\frac{\partial\psi}{\partial x} \qquad (\Upsilon - \Upsilon)$$

$$= \left(1 + x \frac{\partial}{\partial x}\right) \psi(x) \qquad (\Upsilon - \Upsilon)$$

للحصول على المتساوية الأولى (٢-٢) استخدمنا القاعدة العادية لتفاضل حاصل الضرب (xψ(x. وهي نفسها الفكرة العادية لأن المشتقة δ /∂x تؤثر فقط على أى دالة تتواجد على يمينها. نظر الأن المتساوية الأخريرة (γ-۲) متحققة لأى دالة ψ(x) فيمكن ملاشاة المعامل ψ(x) الموجود على يمين الطرفين، ونكتب معادلة المؤثر

$$\frac{\partial}{\partial x}x = 1 + x\frac{\partial}{\partial x} \qquad (\xi - Y)$$

وعلى وجه العموم، فلأى معادلة مؤثر مكتوبة على النحو $\hat{A}(x,\frac{\partial}{\partial x}) = \hat{B}(x,\frac{\partial}{\partial x}) + \hat{C}(x,\frac{\partial}{\partial x})$ (0-7)

٢-٢ معادلة القيمة المناسبة⁽¹⁾
ينتمى إلى كل مؤثر (x,∂/∂x) فئة من الأعداد a وفئة من الدوال ينتمى إلى كل مؤثر (x,∂/∂x) فئة من الأعداد a وفئة من الدوال $u_n(x)$ (x) $u_n(x)$ (x) $u_n(x)$ (x) $h(x, \frac{\partial}{\partial x}, x) = a_n u_n(x)$ (x) $h(x, \frac{\partial}{\partial x}, x) = a_$

العلاقة (۲–۲) تسمى معادلة القيمة المناسبة للمؤثر A. لفهم ذلك نضد
$$\hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x}) = -\iota \frac{\partial}{\partial x}$$

واعتبار أن
$$u_n(x)$$
 دالة دوريـة⁽⁵⁾ في المدى L، كشرط للحدود⁽⁶⁾. على
ذلك، تصبح معادلة القيمة المناسبة (٢-٢) في الصورة
- $u_{\partial x} u_n(x) = a_n u_n(x)$ (۲-۲)

ولهذا

$$u_{n}(x) = e^{ia_{n}x} \qquad (1, -7)$$

$$z_{n}(x) = e^{ia_{n}x} \qquad (1, -7)$$

$$z_{n}(x) = \frac{2n\pi}{L}$$

$$a_{n} = \frac{2n\pi}{L} \qquad (1, -7)$$

(1) the eigenvalue equation(2) eigenvalue(3) eigenfunction(4) special functions(5) periodic(6) boundary condition

١

عندما ∞ → L، تؤول الفجوة بين القيم المناسبة المتتالية إلى الصفر، أى تصبح القيم المناسبة متصلة وليست متقطعة. بالعودة إلى المعادلة (٢-٩) يمكن رؤية أن الدوال المناسبة لهذا الوضع تأخذ الشكل يمكن رؤية أن الدوال المناسبة لهذا الوضع تأخذ الشكل يمكن رؤية أن الدوال المناسبة a عبارة عن متغير متصل يأخذ أى مقدار.

من الأهمية بمكان ملاحظة أن القيم المناسبة تعتمد على شرط الحدود الموضوع على حلول معادلة القدر المناسب (٢-٧). ولذلك تُعَرَّف القيم المناسبة تعريفا جيدا⁽¹⁾ عند إعطاء شرط للحدود.

۲–۳ علاقات المبادلة⁽²⁾
أخيرا، نعتبر العملية المتتالية لمؤثرين. نُعَرَف المُبَدَل⁽³⁾ لمؤثرين
أخيرا، نعتبر العملية المتتالية لمؤثرين. نُعَرَف المُبَدَل⁽³⁾ لمؤثرين
Â, Â
بالتعريف الآتى:
(١٣–٢)
 – ÂÂ – ÂÂ – ÂÂ – ÂÂ
(١٣–٢)
وهذا عبارة عن الفرق بين التأثير أو لا بالمؤثر Â يليه Â، والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه Â، والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه â. والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه Â، والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه â. والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه â. والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه Â، والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه Â، والتأثير أو لا بالمؤثر Â يليه â. والا بالمؤثر أو لا بالمؤثر â يله أو لا بالمؤثر â يله إلى يليه â. واله المبدل لاتساوى صفرا،

⁽¹⁾ well defined (2) commutation relations (3) commutator

$$\begin{bmatrix} x, \frac{\partial}{\partial x} \end{bmatrix} \Psi(x) = \left(x \frac{\partial}{\partial x} - \frac{\partial}{\partial x} x \right) \Psi(x)$$
$$= \left(x \frac{\partial}{\partial x} - 1 - x \frac{\partial}{\partial x} \right) \Psi(x)$$
(17-7)

حيث *الواحد* الذى بين القوسين يأتى نتيجة للتأثير بالمؤثر x = 0 على الدالة x، كما هو الحال فى المعادلة (٢-٣). نظرا لأن هذا يتحقق لأى دالة (x) فإننا نحصل على معادلة المؤثر $\psi(x)$ $\psi(-1)$ $1 = \left[\frac{x}{\partial x}\right]$

المعادلة التى تعين قيمة المبدل لمؤثرين تسمى علاقة المبادلة. الحالة الخاصة التى فيها قيمة المبدل لمؤثرين عبارة عن عدد، كما هو الحال فى المعادلة (٢-١٧)، تلعب دورا هاما فى النظرية التى نحن بصدد تأسيسها.

۲-۲ ملخص

قدمنا سويا الآلة الحسابية التى سنحتاجها فى الباب القادم. هذه الآلة تتكون من قليل من التعريفات. لم نجد فى قيامنا بذلك عمليات حسابية أكثر تعقيدا من تفاضل حاصل ضرب دالتين. إلا أننا واجهنا هنا بعض الأفكار الجديدة. قبل البدء فى الباب الثالث (الذى يحتوى على كل التصورات الفيزيائية الجديدة اللازمة لتأسيس النظرية الأساسية الصالحة لوصف الأنظمة الذرية) ننصح القارىء بالتمشى مع الأفكار الحسابية التى أدخلناها فى هذا الباب.

نذكر هذا، وباختصار، الخواص الرئيسية للمؤثرات.

١- يصاحب كل مؤثر فئة من الأعداد، المسماة بالقيم المناسبة، التى تُعَرَّف بو اسطة معادلة القيمة المناسبة (٢-٧).
 ٢- بوجه عام قيمة المبدل لمؤثرين لاتساوى الصفر،
 ٢- Â, Â = ÂÂ - ÂÂ = Â

مسائل ۲ 1-1 حقق صبحة معادلة المؤثر $\frac{\partial}{\partial x} x^n = n x^{n-1} + x^n \frac{\partial}{\partial x}$ ومنه وضح أن $\left|\frac{\partial}{\partial x}, x^n\right| = n x^{n-1}$ ۲-۲ أوجد قيمة $\left[\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial^{n}}{\partial x^{n}}\right]$ u(x) = e^{-(1/2)x²} أنبت أن u(x) = e^{-(1/2)x²} هي الدالة المناسبة للمؤثر $\hat{A}(x,\frac{\partial}{\partial x}) = \left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} - x^2\right)$ وأوجد القيمة المناسبة المناظرة. ٢-٢ حقق صحة معادلات المؤثر ات الآتية: $\left(\frac{\partial}{\partial x} + x\right)\left(\frac{\partial}{\partial x} - x\right) = \frac{\partial^2}{\partial x^2} - x^2 - 1$ $\left(\frac{\partial}{\partial x} - x\right)\left(\frac{\partial}{\partial x} + x\right) = \frac{\partial^2}{\partial x^2} - x^2 + 1$

۳٦

الباب الثالث ميكانيكا الكم

1-۳ عمليات الملاحظة⁽¹⁾ (القياس)

أدركنا مما سبق فشل الميكانيكا الكلاسيكية عند تطبيقها على الأنظمة، بشرط أن تكون هذه الأنظمة صغيرة بدرجة كافية. تطبق الميكانيكا الكلاسيكية بنجاح لوصف حركة الكواكب والنجوم فى مداراتها، وأيضا لوصف حركة كرة الجولف، مثلا، أو ماشابه ذلك. ولكنها تفشل تماما عند تطبيقها على الذرات. سوف يتضح فيما بعد عند دراسة الأنظمة الذرية أن كلمة الصغر ترمى إلى المعنى المطلق للصغر، وليس مجرد صغر نسبى. فهم فحوى الصغر المطلق هو اللبنة الأساسية لفهم ميكانيكا الكم.

فى فيزياء الأنظمة الكلاسيكية - أى الأنظمة التى تطبق فيها التصورات الكلاسيكية بنجاح - يفترض أن عملية الملاحظة لاتُحديث اضطرابا لحركة هذه الأنظمة. على سبيل المثال، عند تطبيق معادلات ماكسويل لحساب التيارات والمجالات فى مسألة ما يفترض عدم تأثر القيم المحسوبة بعملية القياس، ولاحتى تؤثر عملية القياس على كيفية نمو هذه التيارات والمجالات. وعلى وجه الدقة، نفرض أن الاضطراب الناتج من عملية القياس (مثل التغير فى قيمة التيار نتيجة لتوصيل فولتميتر) يمكن تصحيحه بدقة، ذلك على الأقل من ناحية المبدأ.

من أبسط أنواع الملاحظة هو النظر إلى شيء معين . هذا يتطلب

⁽¹⁾ operations of observation

إسقاط أشعة ضوئية عليه، وهذا يعنى أننا نصدم الجسم المراد ملاحظته بالفوتونات. إذا كان المراد هو قياس موضع الجسم بدقة فهذا يستلزم أن يكون الطول الموجى للأشعة الساقطة صغيرا بدرجة كافية. وبالتالى يصبح تردد الفوتون، أو كمية حركتة، أكبر من حد معين. أى صدمة بهذا الفوتون للنظام الملاحظ تُحدِث له اضطرابا إذا كان صغيرا بدرجة كافية. من الممكن تصور أن هذه الاضطرابات نستطيع أيضا تصحيحها، إن لم يكن هذا هو الحال فإننا نجد أنفسنا أمام المعنى المطلق للحيز⁽¹⁾.

عبر دير اك⁽²⁾ عن هذه الفكرة بدقة، حيث قال: يوجد على وجه العموم حد للدقة فى قدرتنا على ملاحظة نظام ما وصغر الاضطراب المصاحب لتلك الملاحظة – هذا الحد ملازم لطبيعة الأشياء ولايمكن تجاوزه بتطور أساليب القياس.

إذا كان النظام كبيرا بدرجة كافية لإهمال هذه الاضطر ابات، عندها تطبق فروض الفيزياء الكلاسيكية ونتوقع أن يتبع النظام القوانين الكلاسيكية. من الناحية الأخرى، إذا كان قيمة الاضطر اب الحادث في النظام لايمكن إهمالها فإننا نقول أن هذا النظام صغير بمعناه المطلق، ومطلوب منا وضع نظرية جديدة للتعامل معه.

يبدو الدارس لميكانيكا الكم، إن لم نقل كالثور فى دكان للزجاجيات، فهو كرجل معصوب العينين، يسير فى دكان للزجاجيات، معرضا لتحطيم أى شيىء يلمسه فى محاولاته للتعرف بوضوح على طبيعة الأشياء الحساسة المحيطة به.

مشكلتنا الآن تكمن في تأسيس نظرية فيزيائية جديدة من المعلومات المتجمعة، بواسطة طرق غير محددة بدقة. الشيىء المدهش هنا هو حقا

⁽¹⁾ size (2) Dirac

إمكانية عمل ذلك كلية، وليس اختلاف تلك النظرية في جو هر ها عن النظرية الكلاسيكية.

من أولى النقاط التى يجب اعتبارها هى خاصية تـأثير عمليات الملاحظة على النظام الفيزيائى، وعليه توقع تجلى هذا التأثير بوضوح فى النظرية الجديدة.

تتمتع عمليات الملاحظة بالخاصيتين الآتيتين: ١- ينتمى لكل نوع من أنواع الملاحظة (كقياس الطاقة، كمية الحركة، الموضع، مثلا) فئة من الأعداد-النتائج الممكنة للملاحظة. نعلم مسبقا، من مستويات الطاقة لذرة الهيدروجين، أن هذه الأعداد ربما تقع فى مدى متصل، كما فى النظرية الكلاسيكية، أو تُكَوِّن فئة من القيم المتقطعة.

 A, \hat{B} (مثلا \hat{A} تعنى قياس \hat{A} الملاحظة \hat{A}, \hat{B} (مثلا \hat{A} تعنى قياس الموضع، \hat{B} تعنى قياس كمية الحركة). نرمز للملاحظة \hat{B} المتبوعة بالملاحظة \hat{A} بالرمز \hat{A} \hat{B} المتبوعة بالملاحظة \hat{A} بالرمز \hat{A} \hat{B} يعنى نفس النوع من الملاحظة، ولكن بالترتيب العكسى.

نظرا لأن كل عملية قياس تسبب اضطرابا ما فى النظام الفيزيائى وبالتالى ونزر على عملية القياس الأخرى، فإن العمليتين ÂÂ، ÂÂ تظهران نتائج مختلفة. يعبر عن ذلك رياضيا كما يلى:

$\hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A} \neq 0$

قيمة التعبير السابق لابد أن يكون له علاقة بقيمة الاضطراب (الذى لايمكن تجنبه) الحادث. عند هذه النقطة، وبهذا التحليل، نتوقع أن يدخل فى النظرية، التى نحن بصددها، ثابت ما جديد وذلك حتى نتمكن من إعطاء معناً كميا⁽¹⁾ بدلا من المعنى الوصفى⁽²⁾ للصغر المطلق. من خبرتنا بميكانيكا الكم القديمة نستطيع الجزم بأن هذا الثابت الجديد هو ثابت بلانك المختصر ħ.

٣-٢ المؤثرات والملاحظات: الفروض التفسيرية⁽³⁾

يجب أن يلاحظ القارىء أن الخواص الفيزيائية لعمليات الملاحظة تتاظر بالضبط الخواص الحسابية للمؤثرات التى قدمناها بالباب الثانى. فينتمى لكل منهما فئة من الأعداد، وكذلك فإن نتيجة التأثير بأى زوج من المؤثرات يجب أن تعتمد على ترتيب تطبيقها. لهذا فإننا نضع الفرض العام، وهو أن عمليات الملاحظة تمثل بالمؤثرات Â، حيث يوجد مؤثر واحد فقط لكل كمية نلاحظها (أى يوجد مؤثر للطاقة، وآخر للمكان، ...، إلخ).

الدوال التى تعمل عليها المؤثرات تمثل حالة النظام وتعرف باسم دوال الحالة⁽⁴⁾ (أو الدوال الموجية⁽⁵⁾). عندما تكون دالة الحالة هى دالة القيمة المناسبة فإننا نطلق عليها اسم حالة القيمة المناسبة⁽⁶⁾.

إذا التزمنا جانب الدقة فإننا نضع الفروض التفسيرية (التي سنناقشها فيما

⁽¹⁾ quantitative (2) qualitative (3) interpretive postulates

⁽⁴⁾ state functions (5) wave functions (6) eigenstate

. 7 . T. 11 /

حيث (x) هي الدالة المركبة المصاحبة للدالة (x).

أول هذه الفروض لايمكن الاستغناء عنه، وذلك لأنه يجب أن نحدد بوضوح الأعداد المصاحبة للعملية A . هذه الأعداد تسمى ناتج عملية الملاحظة، وهى تتاظر أيضا الأعداد المصاحبة للمؤثر المناظر Â . أما من ناحية الفرض الثانى، فيوجد تتاظر بين تكوين معادلة القدر المناسب (٢-٧) وبين عملية الملاحظة الفيزيائية المثالية. حيث نجد أن ناتج التأثير بالمؤثر Â على نظام فى الحالة «u هو أن تبقى الحالة «u بدون تغيير مع تولد عدد «a يمثل ناتج عملية الملاحظة. فى الفرض الثالث نتعامل مع وضع أكثر صعوبة. إذا كان النظام فى حالة عامة (x) ψ فطبقا للفرض الأول يكون نتيجة أى ملاحظة Â هو ظهور أحد القيم المناسبة للمؤثر Â . تكرار الملاحظة أى ملاحظة Â هو ظهور

(1) average value

1

$$\psi(x) = u_n(x)$$

$$\psi(x) = u_n(x)$$

$$e, \mu_n(x) = u_n(x)$$

$$e, \mu_n(x) = \frac{\int u_n(x) \hat{A}(x, \partial/\partial x) u_n(x) dx}{\int u_n(x) dx}$$

$$(Y-Y)$$

$$= \frac{\int u_{n}(x) a_{n} u_{n}(x) dx}{\int u_{n}(x) u_{n}(x) dx} = a_{n}$$
 ("-")

الفروض التفسيرية، المعطاة في البند السابق، تضع الأساس لآلية التمثيل الحسابي للملاحظات الكمية- أي الملاحظات التبي يلازمها اضطراب لايمكن تجنبه. أما الآن فنضع فرضين لكل منهما مضمون فيزيائي مباشر.

⁽¹⁾ statistical distribution (2) physical postulates

(أ) مبدأ التناظر (1)

من الواضح وجود شرط يجب على ميكانيكا الكم أن تستوفيه. فعند الحد الذى يصبح فيه النظام الملاحظ كبيرا وتتلاشى قيمة الاضطراب الحادث، يجب أن تؤول ميكانيكا الكم إلى الميكانيكا الكلاسيكية. لضمان تحقق ذلك نضع الفرض الفيزيائى الأول:

ف(١): العلاقات الأساسية المحددة التى تربط المتغير ات الفيزيائية فى الميكانيكا الكلاسيكية، ولاتحتوى على تفاضلات، تتحقق أيضا للمؤثر ات الكمية المناظرة.

لهذا إذا كان $\hat{\mathbf{p}}, \hat{\mathbf{x}}$ هما مؤثرى الموضع وكمية الحركة الخطية، حينئذ يكون مؤثر المركبة-z لكمية الحركة الزاوية⁽²⁾، مثلا، هو $\hat{\ell}_z = \hat{x}\hat{p}_y - \hat{y}\hat{p}_z$ (٤-٣) ولجسيم بكتلة محددة m واقع تحت تأثير طاقة وضع كلاسيكية (x) يكون مؤثر الطاقة⁽³⁾ (المسمى بالهاميلتونى⁽⁴⁾)، المعبر عنه بدلالة مؤثرى المكان مؤثر الطاقة⁽³⁾ (المسمى بالهاميلتونى⁽⁴⁾)، المعبر عنه بدلالة مؤثرى المكان وكمية الحركة الخطية، هو مجموع الحدود المعبرة عن طاقتى الحركة والوضع، $\hat{\mathbf{H}} = \frac{\hat{\mathbf{p}}^2}{2m} + V(\hat{\mathbf{x}})$

وعلى وجه الخصوص فإن الهاميلتونى لمهتز توافقى كمى⁽⁵⁾ تردده الزاوى

⁽¹⁾ correspondence principle (2) z-component of angular momentum operator (3) energy operator (4) Hamiltonian (5) quantum harmonic oscillator

ω**، ه**و

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^{2}}{2m} + \frac{m}{2}\omega^{2}\hat{x}^{2}$$
 (7-7)

(ب) **مبدأ التتام**⁽¹⁾

نعود الآن إلى الاعتبارات العامة المطروحة فى نهاية البند ٣-١ ونتداولها بطريقة أكثر دقة. إذا كان كل من Â, يمثلان عمليات معينة من الممكن ملاحظتها. فإن الغير متساوية (٢-١٤) تعنى، من الناحية الفيزيائية، وجود اضطراب متبادل بين عمليتى الملاحظة Â,Â. الغير متساوية (٢-١٤) يجب أن تستبدل بمتساوية لأنواع معينة من الملاحظات.

فكرة الفوتون فى نظرية الكم القديمة والمفاهيم المعطاة بالبند ٣-١، تقترح علينا وجود ارتباط مباشر بين الاضطرابات المتبادلة عند قياس كل من الموضع وكمية الحركة، وأن هذا يجب أن يكون له علاقة بالمقدار الثابت ħ. لهذا فإننا نفترض أن

(۳-۷)
$$\hbar \approx [\hat{\mathbf{x}}, \hat{\mathbf{p}}]$$

حیث ∞ مجرد عدد مطلوب تعیینه.
أبسط تمثیل للمؤثر $\hat{\mathbf{x}}$ هو وضعه فی صورة متغیر جبری عادی (هذا
بالتمثیل الوحید) و علیه نستبدل $\hat{\mathbf{x}}$ بالکمیة \mathbf{x} ،
بالتمثیل الوحید) و علیه نستبدل $\hat{\mathbf{x}}$ بالکمیة \mathbf{x} ،
 $\mathbf{x} \to \mathbf{x}$
من المعادلة (۲–۱۷)، بالضرب فی $\hbar \infty$ –، نجد
 $\pi = \begin{bmatrix} x, -\kappa \hbar \frac{\partial}{\partial x} \\ -\kappa \end{bmatrix}$

(1) complementarity principle

و

بک

')

و

ļ

)

و

Ļ

i

ليس

وعليه فعند تمثيل x بالمعادلة (٣-٨ أ) فإن المعادلة (٣-٧) تستوجب أن يكون

$$\hat{p} \rightarrow - \propto \hbar \frac{\partial}{\partial x}$$
 ($-\pi$)

وعندئذ تكون معادلة القدر المناسب (۲-۲) (مؤثر كمية الحركة \hat{p} ينتمى إليه القيمة المناسبة p) فى الصورة $\hat{p}u_p(x) = \left(-\propto \hbar \frac{\partial}{\partial x}\right)u_p(x) = pu_p(x)$ (۱۰-۳)

وعليه تصبح دو ال القيم المناسبة على النحو
$$u_p = \exp\left[-\frac{px}{\propto \hbar}\right]$$
 (۱۱–۳)

بوضع (17-7) J = x (17-7) نحیث تظهر نحصل على الجزء الفراغى⁽¹⁾ لمعادلة دى برولى (1-14)، حیث تظهر هذه المعادلة الآن تلقائیا كدالة حالة لجسیم یحمل كمیة حركة محددة. تلك همى بالضبط نوع العلاقة الجوهریة المطلوبة التى تربط بین الجسیم والموجة. عند هذا الحد نستطیع أن نُدْخِل الفرض الفیزیائى الثانى. ف(7): (17-7) $\hbar = [\hat{x}, \hat{p}]$ الى التمثیل الهام وهذا یؤدى مباشرة (من المعادلتین (7-14)، (7-14))] لى التمثیل الهام

(1) space part

لهذه المؤثر ات كما يلي:

$$\begin{vmatrix} \hat{\mathbf{x}} \rightarrow \mathbf{x} \\ \hat{\mathbf{p}} \rightarrow -\iota \hbar \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}} \end{vmatrix}$$
 (15-7)

و هو مایطلق علیه اسم تمثیل شرودنجر ^(۱).

لوضع الفرض الثانى فى صورة أكثر عمومية فإننا نقول أن أى ملاحظة للموضع χ وكمية الحركة المناظرة π يطلق عليها أنها متتامة، ويفترض فى المؤثرات المناظرة أن تحقق علاقة مبادلة شبيهة بالعلاقة (٣-١٣).

$$[\hat{\chi}, \hat{\pi}] = \iota \hbar$$

٤-٣ معادلة شرودنجر ومستويات الطاقة المتقطعة⁽²⁾

باعتبار كل من مبدأ التتام، ف(٢)، ومبدأ التناظر، ف(١)، والفرض التفسيرى الأول، ت(١)، (الذى ينص على أن القيم الممكنة لأى عملية ملاحظة تعطى بو اسطة معادلة القدر المناسب) فإننا نصل إلى المعادلة التى تحدد القيم الممكنة لطاقة أى نظام. باستخدام تمثيل شرودنجر، نكتب مؤثر الطاقة كالآتى:

$$H(\hat{\mathbf{x}}, \hat{\mathbf{p}}) = \hat{H}(\mathbf{x}, -\iota\hbar\frac{\partial}{\partial \mathbf{x}}) \qquad (1 \circ -\mathbf{v})$$

وعليه تظهر معادلة القدر المناسب للطاقة على الصورة

⁽¹⁾ Schrodinger representation (2) Schrodinger equation and discrete energy levels

$$\hat{H}(x,-\iota\hbar\frac{\partial}{\partial x})u_{E}(x) = Eu_{E}(x) \qquad (17-\tau)$$

وتلك هي معادلة شرودنجر.

لجسيم يتحرك على امتداد المحور –x تحت تأثير طاقة الوضع (V(x) لجسيم يتحرك على امتداد المحور –x تحت تأثير طاقة الوضع $(-\pi^2)$: تُختصر المعادلة ($(-\pi^2)$ إلى (أنظر المعادلة ($(-\pi^2))$: $\left(-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\partial^2}{\partial x^2}+V(x)\right)u_E(x) = E u_E(x)$ (۱۷–۳)

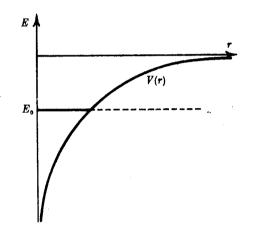
$$\left(-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2 + V(x,y,z)\right)u_E(x,y,z) = E u_E(x,y,z) \quad (1\Lambda - \Gamma)$$

يجب حل هذه المعادلة طبقا لشرط الحدود - وهو أن الدالة (u_E(x محدودة فى الفراغ الكلى، وعلى وجه الخصوص محدودة عند مالانهاية. سنتناول شرط الحدود هذا بوضوح أكثر وكذلك معناه الفيزيائى فى الجزء الذى يلى المعادلة (٣-٣٣).

الحالة الخاصة، فى المعادلة (٣-١٨)، التى لها أهميتها هى تلك التى تُحَدَّد فيها قيم الطاقات المتاحة فى ذرة الهيدروجين. نعتبر أن البروتون ثابت فى مكانه، وباستخدام الإحداثيات القطبية الكروية⁽¹⁾ والتعويض عن ٧ بطاقة الوضع الكولومية، تصبح المعادلة (٣-١٨) فى الصورة بطاقة الوضع الكولومية، تصبح المعادلة (٣-١٨) فى الصورة $\left(-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2 - \frac{e^2}{r}\right)u_E(r, \vartheta, \varphi) = E u_E(r, \vartheta, \varphi)$

⁽¹⁾ spherical polar coordinates

الاختبار الذى له أهمية قصوى لهذه النظرية يكمن فى أن المعادلة (٣-١٩) يجب أن تؤدى إلى مستويات الطاقات المتقطعة الملاحظة عمليا فى ذرة الهيدروجين. (هذه المسألة شبيهه بحركة الكواكب فى الميكانيكا الكلاسيكية). برهان ذلك يحتاج إجراءات حسابية صعبة، وسوف نؤجلها إلى الباب السابع. أما الآن فسوف نعتبر فقط نموذجا مبسطا للمسألة.



شكل ٣–١ منحنى طاقة الوضع الكولومية. المواضع المتاحة فيزيائيا لحركة جسيم كلاسيكى تقع فوق المنحنى (r)، حيث المواضع أسفل المنحنى تناظر طاقة حركة سالبة.

منحنى الطاقة لذرة الهيدروجين موضح بشكل ٣–١. إذا كمانت طاقة الحركة هى T والطاقة الكلية E_o : نجد E_o = T + V (٢٠-٣) ولكن، كلاسيكيا $0 \le T$ ، وعليه فإن الجسيم الذى طاقته \tilde{E}_0 يتواجد فقط فى المناطق التى فيها قيم r تحقق شرط وقوع الخط المستقيم الذى معادلته $E = E_0$ أعلى المنحنى (r) = E = C. الخط المتقطع يناظر قيم سالبة لطاقة الحركة، أى المواضع الغير متاحة فيزيائيا.

عندما يكون 0 < E_o ممكن للإلكترون أن يصل إلى مالانهاية. أما إذا كان 0 > E_o يكون الإلكترون مقيدا فى حركته. للقيم الكبيرة السالبة للطاقة، E_o، تصبح حركة الإلكترون مقيدة بمنطقة ضيقة ويتأثر الإلكترون بطاقة وضع سريعة التزايد.

لدر اسة السمات الوصفية لمثل هذا النظام نحاول إيجاد قيم الطاقات الكمية لجسيم حركته محصورة في بعد واحد داخل بئر جهد مربع لانهائي⁽¹⁾ مُعَرَّف بالمعادلة.

$$V(x) = 0 , |x| \le a$$

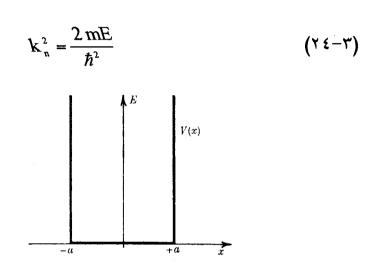
$$V(x) = \infty , |x| \ge a$$
(71-7)

على ذلك فإن (كلاسيكيا تتحصر حركة الجسيم فى المنطقة x = x مهما كانت قيمة طاقته) الجسيم يصدم جدران بئر الجهد ويرتد فى الاتجاه العكسى، وهكذا، ...

معادلة شرودنجر لهذا النظام هى المعادلة (٣–١٢) مع التعويض عن ٧ من المعادلة (٣–٢١). فى المنطقة a $\geq |x|$ ، نحصل على $-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\partial^2}{\partial x^2}u_n(x) = E_nu_n(x)$

(1) infinite square well

أما فى المنطقة $a \le |x|$ تؤول V إلى مالانهاية، أى تكون V عبارة عن كمية غير محددة، ولكن يبقى بمعادلة شرودنجر كميات أخرى محددة. عند هذه المرحلة نُدخل شرط الحدود الآتى: هذه المرحلة أدخل شرط الحدود الآتى: من المرحلة $u_n(x) = 0$, |x| = aبوضع



شكل ٣−٢ منحنى الطاقة لبئر جهد مربع لانهائى فى بعد واحد. الجسيم حركته محصورة فى المنطقة a ≥ |x| .

تصبح المعادلة (٣-٢٢) على النحو

$$\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} + k_n^2\right)u_n(x) = 0$$
 (٢٥-٣)
و حلولها التي تحقق شرط الحدود عند x = a هي:
الحل

 $u_{2n}(x) = A \sin k_{2n} x \qquad (\gamma - \gamma)$

حيث

$$a k_{2n} = 2 n (\pi/2)$$
, $n = 1, 2, ...$ (YV-Y)

والحل

$$u_{2n+1}(x) = B\cos k_{2n+1}x \qquad (\Upsilon \wedge -\Upsilon)$$

حيث

$$a k_{2n+1} = (2n+1)(\pi/2)$$
, $n = 0,1,2,...$ (Y9-Y)

من المعادلتين (٣–٢٧)، (٣–٢٩)، بالاستنباط الرياضى، نجد
$$k_n = \frac{\pi}{2a}n$$
, $n = 1, 2, ...$

وباستخدام المعادلة (٢٤-٣)، نجد أن مستويات الطاقة المتاحة هى
$$E_n = \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\pi^2}{4a^2}\right) n^2$$
 (٣٠-٣)

هذه المعادلة تعنى أن السمات الأساسية لأطياف الطاقات المتقطعة قد ظهرت بصورة تلقائية فى هذه الصياغة. يجب علينا مقارنة النتيجة الحاصلين عليها مع معادلة بوهر المحددة لمستويات الطاقة فى ذرة الهيدروجين، وهى

$$E_{n}^{(H)} = -\frac{\hbar^{2}}{2m} \frac{1}{a_{o}^{2}} \frac{1}{n^{2}} \qquad (\texttt{m}-\texttt{m})$$

مع بدائية النموذج المستخدم للحصول على المعادلة ($\pi - \pi$) فإن التشابه بين المعادلتين يدعو للدهشة. فعدم الاتفاق فى المعامل π نشأ من تقريب المسألة إلى بعد واحد بدلا من الثلاث أبعاد. أما الاختلاف فى الإشارة فقد نتج من حقيقة أننا فى حالة الهيدروجين نقيس المستويات من قمة بئر الجهد إلى أسفل، أما لبئر الجهد المربع فإننا نقيس من القاع إلى القمة. بهذا نكون قد أعدنا صياغة نظرية الأنظمة الذرية، التى بنيت فيزيائيا على أساس فكرة بلانك عن الفوتونات ومضمون الحد الأدنى للاضطر ابات المصاحبة لعمليات الملاحظة. ظهر أيضا على السطح موجات دى برولى بوصفها دوال مناسبة للجسيمات المتحركة بكمية حركة محددة. فى صياغتنا هذه لم نتوصل بشكل صريح إلى مستويات بوهر لذرة الهيدروجين، إلا أنه بالتطبيق المباشر للنظرية الجديدة محتسبين النموذج البدائى (بئر الجهد المربع اللانهائى) أظهرنا السمات الرئيسية التى تصف أطياف ذرة الهيدروجين، وكان أهم مافى الأمر بالطبع هو الصورة المتقطعة للطيف.

(
$$\chi$$
) ψ $\pi - 0$ (دوال الحالة وتكامل التطابق⁽¹⁾
نعود الآن إلى دوال الحالة ومعناها الفيزيائى. أول مانلاحظه هو أن
الخواص الفيزيائية المذكورة حتى الآن (الفروض التفسيرية ت(۱)،
ت(۲)، ت(۳)) لاتتغير من جراء ضرب دالة الحالة المعطاة فى أى مقدار
ثابت. لتحديد اختيار هذا الثابت وجد أنه من الأنسب إدخال شرط التسوية⁽²⁾
ثابت. لتحديد اختيار هذا الثابت وجد أنه من الأنسب إدخال شرط التسوية⁽²⁾
ثابت. لتحديد اختيار هذا الثابت وجد أنه من الأنسب إدخال شرط التسوية
ثابت. لتحديد اختيار هذا الثابت وجد أنه من الأنسب إدخال شرط التسوية
تابت. لتحديد اختيار هذا الثابت وجد أنه من الأنسب إدخال شرط التسوية
الحالة لجسيم، كمية حركته و، هى موجة دى برولى
الحالة لجسيم، كمية حركته و، هى موجة دى برولى

⁽¹⁾ overlap integral (2) normalization condition

وكانت حركة الجسيم محصورة في المنطقة $J \ge x \ge 0$ فإن شرط التسوية يصبح $\int \left| C e^{\int px/\hbar} \right|^2 dx = 1$ ومنه $|C|^2 = L^{-1}$ وتبدو دالة الحالة المسواة() في الشكل $u_p(x) = \frac{1}{x^{1/2}} e^{ipx/\hbar}$ (٣٣-٣) لدوال الحالة المسواة يؤول التعبير (٣–١)، الذي يحدد القيمة المتوسطة لتكرار الملاحظات Â ، إلى الصورة المبسطة $\overline{a}_{\psi} = \int \psi^{*}(x) \hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x}) \psi(x) dx$ (72-7) ومنه فإن القيمة المتوسطة لكمية الحركة الملاحظة، مثلا، تساوى $\overline{P}_{\psi} = \int \psi^{*}(x) \left(-\iota \hbar \frac{\partial}{\partial x} \right) \psi(x) dx$ ("0-") بتطبيق المعادلة (٣-٣٤) على الحالة الخاصة التي فيها $\hat{A} = \hat{x}$ (77-7)

 (1^{-1}) نحصل على القيمة المتوسطة للموضع، وهي $\hat{x} = \int dx \, x |\psi(x)|^2$ (۲۷–۳)

⁽¹⁾ normalized state function

نظر الأن الكمية ² [(x) ψ تمثل معامل وزن⁽¹⁾ (إحصائى) ملائم للموضع x عند حساب المتوسط فهذا يعنى أنـه عند إجراء القيـاس مـره واحدة فقط لموضع جسيم فى الحالة (x)ψ فإن احتمـال أن تكون نتيجـة عمليـة القيـاس هى القيمة x نفسها يساوى

$$P_{\psi}(x) = |\psi(x)|^{2} \qquad (\forall \wedge \neg \forall)$$

وعليه فإن التفسير الفيزيائى المباشر لدالة الحالة هو أن مربع قيمتها المطلقة يعطى الكثافة الاحتمالية⁽²⁾ للجسيم فى الفراغ. شرط التسوية يؤكد أن الاحتمال الكلى لتواجد الجسيم فى الفراغ الكلى لابد أن يساوى الواحد الصحيح، وأن النظرة الأكثر عمومية لشرط الحدود الموضوع على أى دالة حالة هو لضمان تَحَقُّق تسوية هذه الدالة.

يجب ملاحظة أن الاحتمال النسبى⁽³⁾ لتواجد جسيم عند موضعين مختلفين لايعتمد على ثابت التسوية، حيث يختصر هذا الثابت عند أخذ النسبة. فى كثير من الأوضاع الفيزيائية، كدراسة مبدأ عدم التحديد، مثلا، الذى سيأتى ذكره فى البند التالى، تكون الاحتمالات النسبية هى التى لها أهميتها فقط ولذلك لاتستدعى الضرورة وضع ثابت تسوية الدالة الموجية.

السؤال الذى يطرح نفسه الآن هو: بمعلومية دالة الحالة العامة ($\psi(x)$ النتيجة الماسة ($\hat{A}(x,\partial/\partial x)$ النتيجة $\hat{A}(x,\partial/\partial x)$ النتيجة المحققة الأمر هذا السؤال نستطيع إجابته من الفروض التى وضعناها من قبل، وهذا ما قمنا به بالفعل فى الباب الثانى عشر. سنكتفى هنا بذكر النتيجة فقط وجعلها مقبولة فيزيائيا.

⁽¹⁾ weighting factor (2) probability density (3) relative probability

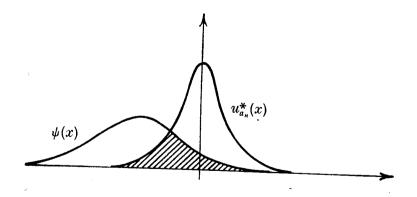
لو حدث أن كانت دالة الحالة ψ(x) هي دالة الحالة المناسبة المنتمية للقيمة المناسبة من أن أن أن

 $\psi(\mathbf{x}) = \psi(\mathbf{x})$

$$(x)$$
 عن ((x) عن المناسبة ((x) عن ((x) عن ((x) عن المناسبة ((x) عن ((x)

وهذا هو تكامل التطابق. تمثل قيمة هذا التكامل بعدد، وهذا العدد يساوى الواحد الصحيح فى الحالة الخاصة السابقة. تقترب قيمة العدد من الوحدة عندما تكون الدالتان $(x)_{a}(x), u(x)$ متشابهتين تقريبا (تطابق كبير). يصبح هذا العدد صغيرا جدا فى حالة ما يكون التطابق بين الدالتين صغيرا جدا هو الآخر (انظر شكل ٣-٣).

يجب أن يكون الاحتمال الذى نبحث عنه حقيقيا، وهذا يتحقق بأخذ مربع



شكل ٣-٣ تكامل تطابق الدالتان(x) , u _{ه ب}ψ(x), u يأتى من المنطقة المظللة التي فيها كلا المعاملين لايساوى الصفر .

القيمة المطلقة لتكامل التطابق. إذا الاحتمال المطلوب هو
$$P_{\psi}(a_n) = \left| \int dx \, u_{a_n}^{*}(x) \psi(x) \right|^2$$
 (۳۹–۳)

)

11

山

')

5)

ک

مر

')

و

له

'n

p

إذ

')

و

')

نذ

تحتوى دالة الحالة (x) ψ على كل المعلومات الممكن معرفتها عن النظام تحت الدراسة بالتوافق مع الاضطرابات المتبادلة نتيجة لعمليات الملاحظة. نظرا للتأثير العشوائى لهذه الاضطرابات فان بعض هذه المعلومات تُقَيَّم بطرق إحصائية. فى حالة عدم إجراء أى قياسات (ملاحظات) على اللأنظمة فلايحدث لها أى اضطراب عشوائى، وبالتالى تتمو الأنظمة مع مرور الزمن طبقا لمعادلات حركة تفاضلية، وسوف نتعرض لمثل هذه الأحوال فى الباب الثالث عشر.

من المعتاد حصر تفكيرنا فى دوال الحالة على أنها واصفة للأنظمة الفيزيائية الفعلية. وفى بعض الأحيان من المهم تذكر أن هذه الدوال تصف بالتحديد حالة مثالية من المعلومات عن النظام تحت الدراسة. لذلك إذا قمنا، مثلا، بقياس طاقة نظام فى الحالة $(x) \psi$ فإن ناتج عملية القياس يجب أن تكون إحدى القيم المناسبة E_n . ينتج عن عملية القياس تغير ا فجائيا فى الحالة التى تحدد معلوماتنا عن النظام، ومع ذلك يوصف النظام، بطريقة مثالية، بو اسطة دالة الحالة المناسبة $(x)_{E_n}$ المناظرة للقيمة المناسبة E_n .

⁽¹⁾ مبدأ عدم التحديد

آخر النقاط التى سنتداولها فى هذا الباب الأساسى هو الوضع القائم فى نهاية البند ٣-٣، ألا وهو علاقة المبادلة (٣-١٣). حيث عدم مساواة

(1) uncertainty principle

 $[\hat{q}, \hat{x}]$ بالصفر يؤكد وجود الاضطر ابات المتبادلة بين هذين النوعين من الملاحظات. الملاحظات. لتوضيح ذلك، نعتبر دالة الحالة $(x - exp[-x^2/2\Delta_x^2] = (x)\psi$ (هذه الدالة ليست مسواة وعملية التسوية لن تؤثر على النتائج المطلوبة، (هذه الدالة ليست مسواة وعملية التسوية لن تؤثر على النتائج المطلوبة، من المعادلة (٣-٣٨)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية تساوى من المعادلة (٣-٣٨)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية تساوى من المعادلة (٣-٣٨)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية تساوى من المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية تساوى من المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية تساوى من المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية متساوى من المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية مياوى من المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية مياوى م المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية متساوى م المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية مياوى م المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية مياوى م المعادلة (٣-٣٩)، دالة الكثافة الاحتمالية النسبية مياوى

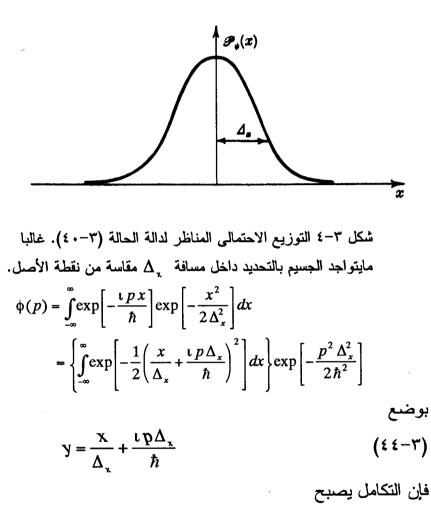
عند القيام بعملية قياس كمية الحركة فإن احتمال الحصول على النتيجة p يعطى بدلالة تكامل التطابق (٣-٣٩). نرمز لهذا التكامل بالرمز (p)، إذا

$$\phi(p) = \int_{-\infty}^{\infty} u_p(x)\psi(x)dx$$

 $= \int_{-\infty}^{\infty} e^{-\iota p x/\hbar}\psi(x)dx$
 $= \int_{-\infty}^{\infty} e^{-\iota p x/\hbar}\psi(x)dx$
 $(p) = u_p(x)dx$
 $= u_p(x)dx$
 $P_{\psi}(p) = |\phi(p)|^2$
 $P_{\psi}(p) = (p) = (p)$
 $\psi(p) = (p)$
 $\psi(p)$
 $\psi(p) = (p)$
 $\psi(p)$
 $\psi(p) = (p)$
 $\psi(p)$
 $\psi(p)$

(1) Gaussian hump

الحالة فى فراغ كمية الحركة⁽¹⁾. بالتعويض عن $\psi(x)$ من المعادلة ($\pi - x$) فى المعادلة ($\pi - x$) نحصل على



$$\int_{-\infty}^{\infty} \exp\left[-\frac{1}{2}y^2\right] dy$$

(1) momentum space

من المعلوم أن هذا التكامل يؤول إلى مقدار ثابت. من الأنسب احتواء هذا المقدار الثابت (ناتج إجراء التكامل) أنثاء عملية تسوية الدالة الموجية، أى احتوائه داخل ثابت التسوية، ونكتب (p) كما يلى: احتوائه داخل ثابت التسوية، ونكتب (p) كما يلى: (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (5 - 7) (7 - 8) (7 - 8) $(9) <math>\phi$ إلى $(9) \phi$ إلى $(9) \phi = \exp[-p^2/2\Delta_p^2]$ (10 - 12)

العلاقة (٣-٤٦) التى تربط بين عدم التحديد فى قياس الموضع، $_{\star}^{\Lambda}$ ، وعدم التحديد فى قياس كمية الحركة $_{q}^{\Lambda}$ ، تعد نتيجة مباشرة لعلاقة المبادلة (المعادلة (٣-١٣)) بيـن \hat{p}, \hat{x} . وضع التساوى بالمعادلة (٣-٤٦) يرتبط بالشكل الجاوسى المختار لدالة الحالة، وذلك لتسهيل الحسابات. الصورة العامة (التى تطبق على أى دالة حالة) التى نعين منها موضع الجسيم فى الحدود $_{\star}^{\Lambda}$ وكمية حركته فى الحدود $_{q}^{\Lambda}$ هى

هذه العلاقة تعرف بمبدأ عدم التحديد. وهى تعبر بدقة أكبر عن الاضطرابات بين المتغيرات المتتامة. لقيم صغيرة للكمية $_{x}$ تصبح الدقة فى قياس الموضع كبيرة، وفى نفس الوقت يكبر الاضطراب الحادث فى كمية الحركة p وهذا بدوره يؤدى إلى كبر مدى عدم التحديد $_{q}$ أما النهاية الصغرى لحاصل ضرب الكميتين $_{x}$ ، $_{q}$ فإنها تحدد بثابت بلانك. مر علينا من قبل أحد الحالات القصوى لهذا المبدأ التي سوف نذكرها الآن بشيء من التفصيل. المعادلة (٣-٣٣) تعين دالة الحالة (موجة دى برولى) لجسيم كمية حركته q. هذه الدالة مسواة بالطريقة التي تجعل الجسيم متواجد على امتداد طول (كبير) L. هذا يعنى أن q تكون معروفة بالضبط، وبطريقة أخرى نقول أن (٤-٣) $0 = {}_{q}\Delta$ الكثافة الاحتمالية للموضع تساوى الكثافة الاحتمالية للموضع تساوى نظرا لأن الاحتمال لايعتمد على قيمة x فهذا يدل على تساوى احتمالات تواجد الجسيم عند شتى المواضع. وعندما تؤول L إلى مالانهاية، نجد أن منققا مع مبدأ عدم التحديد.

من المعتاد توجيه قدر كبير من الأهمية نحو مبدأ عدم التحديد، إلا أن هذا المبدأ يعد من البنود السلبية نظر الأنه يعبر عن القيود المفروضة على مدى معرفتنا للمعلومات عن نظام معين. ذلك بالطبع بسبب الاضطر ابات المتبادلة الناشئة عن عمليات الملاحظة. بوجه عام، إذا كان هناك نوعان من الملاحظات \hat{B}, \hat{A} ، وكان (٥٢-٣)

راسی الاضطرابات المتبادلیة تمنعنا من الحصول علمی معلومات دقیقیة للملاحظتین فی آن واحد. أما إذا کان (۵۳–۳۳)

$$\hat{\mathbf{A}} = \hat{\mathbf{p}} \rightarrow -\iota \hbar \partial / \partial \mathbf{x} \qquad (\circ \iota - \mathbf{w})$$

$$\hat{B} = \hat{H} \rightarrow \frac{p^2}{2m} \rightarrow -\frac{\hbar^2}{2m} \partial^2 / \partial x^2 \qquad (\circ \circ - \tau)$$

ومنه نجد

$$\begin{bmatrix} \hat{p}, \hat{H} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} -\iota \hbar \frac{\partial}{\partial x}, -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \end{bmatrix}$$
$$= \frac{\iota \hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial}{\partial x} \frac{\partial^2}{\partial x^2} - \frac{\partial^2}{\partial x^2} \frac{\partial}{\partial x} \right) = 0$$
 (07-7)

هذه المعادلة عبارة عن معادلة مؤثر، وكما نرى نجد فيها أن المؤثر
التفاضلى داخل القوسين يعطى قيمة مساوية للصفر عند التأثير به على أى
دالة حالة
$$(x)$$
. وعليه يمكن معرفة قيم دقيقة عن الطاقة وكمية الحركة
لجسيم حر فى آن واحد. لتوضيح ذلك، رياضيا، معلوم لدينا أن دالة الحالة
المناسبة لأى كمية حركة معطاة q هى موجة دى برولى
 $u_p = e^{vpx}$

$$\hat{H} u_{p} = -\frac{\hbar^{2}}{2m} \frac{\partial^{2}}{\partial x^{2}} e^{ipx/\hbar} = \frac{p^{2}}{2m} u_{p}$$

$$= E u_{p} \qquad (\circ \wedge - \forall)$$

معنى ذلك أن up هى أيضا دالة قيمة مناسبة للطاقة، وينتمى إليها القيمة المناسبة E

$$E = \frac{p^2}{2m} \qquad (\circ 9 - m)$$

يجب ملاحظة أنه لايمكن معرفة كل من الطاقة وكمية الحركة، فى آن واحد، لجسيم يتحرك تحت تأثير طاقة وضع (v(x. لهذا الوضع يكون (Ĥ,p] = 0

نظرا لأن

 $\left[V(\hat{x}),\hat{p}\right]\neq 0$

ولذلك إذا علمنا قيمة الطاقة بالضبط، لتلك الحالة، فلايمكن تحديد قيمة كمية الحركة، ولكن نعين فقط القيمة المتوسطة لها باستخدام الفرض التفسيرى ت(٣). العكس أيضا صحيح، بمعنى أنه إذا علمنا كمية الحركة بالضبط فإننا نستطيع فقط معرفة القيمة المتوسطة للطاقة.

عندما يكون النظام كبيرا لدرجة تمكنا من إهمال ħ تصبح كل المؤثرات متبادلة مع بعضها البعض. وعندها نستطيع إجراء كل القياسات دون حدوث اضطرابات متبادلة. ومن ثم تُمثل كل المؤثرات بمتغيرات جبرية عادية. فى تلك الحال يضمن لنا مبدأ التناظر أن العلاقات المحددة بين هذه المتغيرات، كالعلاقة بين الطاقة وكمية الحركة، ...، إلخ، تؤول إلى نفس العلاقات الميكانيكية الكلاسيكية. (سنرى فى الباب الثالث عشر أن هذا هو الحال أيضا بين العلاقات التى تحتوى على تفاضلات بالنسبة للزمن.)

الفكرة الأخيرة التى نود تأكيدها فى نهاية هذا الباب هى أنـه فـى كـل المناقشـات السـابقة كـان التميـيز بيـن الأنظمـة الصـغـيرة والأنظمـة الكبـيرة (الأنظمة الكمية والأنظمة الكلاسيكية) لايتم على أساس الامتداد الفراغى فقط، ولكن أيضا يتم على أساس وحدات \hbar . الكمية \hbar لها وحدات الفعل $^{(1)}$ (ML²T⁻¹) ، أى أن \hbar تكافىء

(طول) × (كمية حركة خطية)

أو

(زمن) × (طاقة)

وأنه بدلالة الفعل النموذجى⁽²⁾ نتعرف على النظام صغير اكان أم كبير ا. على سبيل المثال، لإلكترون داخل ذرة ما يكون الفعل النموذجى هو حاصل ضرب نصف قطر بوهر ويساوى ~ cm ⁸⁻¹⁰ فى كمية الحركة الخطية للإلكترون بهذا المدار (= cgs ¹⁰⁻¹⁹) (انظر المسألة 1-٢). فى هذا الوضع حاصل الضرب يتقارب من مقدار \hbar وعليه يكون تطبيق ميكانيكا الكم ضروريا فى دراسة هذه المسألة.

من الناحية الأخرى، نـرى أن كثير ا من المواضع فى علم الإلكترونيات تكون المسافات فيها فى حدود المقدار cm 2 -10 والجهود حوالى عدة عشر ات فولت، أى أن كميات الحركة فى الحدود cgs 12 -10 ~ 20 م 10 ol وبالتالى تتقارب قيمة الفعل من المقدار cgs 23 -10. هذا يعنى إمكانية در اسة هذه المسائل كلاسيكيا دون افتقاد الدقة المطلوبة. يوجد فى علم الإلكترونيات بعض الحالات الشاذة التى فيها لايمكن إهمال قيمة \hbar ، وعليه يكون للتأثير ات الكمية أهمية كبيرة فى تقييم الظواهر. تعد ظاهرة ثنائى النفق⁽³⁾ خير مثال على ذلك، حيث تخترق الإلكترونات حواجز جهد أكبر من قيمة الطاقة الحاملة لها ولانستطيع تفسير ذلك إلا بطريقة كمية بحته. سوف نتعرض لهذه الفكرة فى نهاية البند 3-1، بالباب الرابع.

(1) action (2) typical action (3) tunnel diode

۳-۷ ملخص

بهذا نكون قد أكملنا تأسيس النظرية الميكانيكية الكمية. ماسبق من بنود يحتوى على عدد كبير من التصورات الجديدة التى تبدو لأول وهلة محيرة. الطريقة الوحيدة للتغلب على هذه الحيرة هى مداومة استخدامنا لهذه الصياغة الجديدة حتى نصل إلى الألفة معها.

كما ذكرنا فى بداية هذا الباب، فإننا قدمنا نظرية لنوع جديد تماما من المعلومات. الفرض الذى نفهمه ضمنيا فى الفيزياء الكلاسيكية (وهو ملاحظة الأشياء دون إحداث اضطراب لها) يعد من المفاهيم السائدة فى حياتنا اليومية، وعلى وجه الخصوص فى حالة المعلومات التى ندركها بالعين المجردة. فعقولنا تعودت على التعامل مع المعلومات المتجمعة بهذه الطريقة. تعتبر القفزة الفكرية المطلوبة لتدريب أنفسنا على التعامل مع هذا النوع الجديد من المعلومات الكمية هى الصعوبة الرئيسية للوصول إلى فهم مبدئى لميكانيكا الكم.

فيما يلى نضع باختصار الخطوات في هذا الاتجاه:

١ – فكرة الفوتون تـؤدى إلـى اضطر ابـات، لايمكن تجنبها، تصـاحب
 عمليات الملاحظة. الأنظمة الكمية هى التى تتأثر بعملية الملاحظة.

٢- يجب أن تظهر بوضوح عمليات الملاحظة فى النظرية. الملاحظات الكلاسيكية مثل ملاحظة الطاقة، H، وكمية الحركة، q، والموضع، x، تستبدل بالمؤثرات الكمية X, p, Ĥ. تتشابه العلاقات المحددة بين هذه المتغيرات فى الميكانيكا الكلاسيكية والكمية (مبدأ التناظر، ف(١)). ٣- القيم الممكنة لملاحظة Â هـى القيم المناسبة a التى تعطى من معادلة القيمة المناسبة

 $\hat{A} u_a(x) = a u_a(x)$ التى تعنى أن عملية القياس على نظام فى الحالة المناسبة $u_a(x)$ تؤدى بالتحديد إلى النتيجة a (ت(1)، ت(٢)). تُحَل معادلة القدر المناسب مرتبطة بشرط الحدود. شرط الحدود يعنى أن دالة الحالة يمكن تسويتها على النحو

$$\int |u(x)|^2 dx = 1$$

 القيمة المتوسطة لتكرار الملاحظات Â على نظام فى حالة
 اختيارية $\psi(x)$ (الدالة مسواة) هى، (ت(٣)):
 $\overline{a}_{\psi} = \int \psi^*(x) \hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x})\psi(x)dx$

عند تطبيق ذلك على عملية قياس الموضع يؤدى إلـى أن احتمـال أن يكـون الجسيم عند الموضع x يساوى

$$P_{\psi}(\mathbf{x}) = |\psi(\mathbf{x})|^2$$

عملية التسوية تضمن أن الاحتمال الكلى لتواجد الجسيم في منطقة معينة بساوى الوحدة.

٥- احتمال أن يكون نتيجة الملاحظة Â على نظام فى الحالة (x)
 φ(x) القيمة a يساوى

$P_{\psi}(a) = \left| \int u_{a}^{*}(x)\psi(x)dx \right|^{2}$

والتكامل بالداخل يطلق عليه اسم تكامل التطابق.

٦- يقاس الاضطراب المتبادل بين ملاحظات المتغيرات المتتامة بثابت بلانك، ħ، ويعبر عن ذلك بالعلاقة (ف(٢)): x, p̂] = ιħ] هذا يؤدى مباشرة إلى تمثيل شرودنجر لتلك المؤثرات على النحو: x̂ → x مُن م م ح مُ

$$\hat{p} \rightarrow -\iota \hbar \frac{\partial}{\partial x}$$

وهذا بدوره يؤدى إلى أن الحالة المناسبة الواصفة لجسيم يحمل كمية حركة محددة، p، هي موجة دي برولي،

$$n^{b}(x) = e_{rbx/\psi}$$

 $-\gamma$ باستبدال كل من \hat{x}, \hat{p} بتمثيل شرودنجر لها والتعويض فى معادلة القيمة المناسبة للطاقة، $H(\hat{x}, \hat{p})$ ، نحصل على معادلة شرودنجر لمستويات الطاقات الممكنة لنظام معين،

$$\hat{H}(x,-\iota\hbar\frac{\partial}{\partial x})u_{E}(x) = Eu_{E}(x)$$

بتطبيق ذلك على ذرة الهيدروجين يتولد بنجاح مستويات بو هر للطاقة. \wedge علاقة المبادلة بين مؤثرين، $[\hat{\mathbf{x}}, \hat{\mathbf{p}}]$ ، في الفقرة السادسة تؤدى إلى
علاقة عدم التحديد بين الموضع وكمية الحركة، وهي $\Delta_{\mathbf{x}} \Delta_{\mathbf{x}} \geq \hbar$

مسائل ۳ ۳–۱ يتحرك جسيم داخل بئر جهد مربع لانهائى تحت تأثير طاقة الوضع المعطاة بالمعادلة (۳–۲۱). وعدم التحديد فى قياس موضعه يساوى $\Delta_x = 2a$ يجب أن تكون قيمة كمية الحركة مساوية على الأقل لعدم التحديد فى قياسها، وضبح أن تقدير طاقة الحالة الأرضية، على أساس مبدأ عدم التحديد، يعطى بالمعادلة

$$E_1 \approx \frac{\hbar^2}{8 \,\mathrm{m}\,\mathrm{a}^2}$$

قارن هذه النتيجة بالقيمة المضبوطة الحاصلين عليها من معادلة القدر المناسب.

۲-۳ باستخدام تمثیل شرودنجر للمؤثرات (۳–۱٤)، وضح أن
$$\hat{p}, V(\hat{x}) = -\iota \hbar \frac{\partial V(\hat{x})}{\partial \hat{x}}$$

(هذا بمثابة تعميم مباشر للفكرة التي أدت إلى المعادلة (٢-١٧)) ٣-٣ بمعلومية

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-x^2 a} = \sqrt{\left(\frac{\pi}{a}\right)}$$

إستنتج المعادلة (٣-٤٥) من المعالة (٣-٤٠)، مع الوضع في الاعتبار لثوابت التسوية.

٤-٣ تعطى دالة الحالة (الغير مسواة) لجسيم يتحرك بحرية على امتداد خط مستقيم بالمعادلة

$$\psi(x) = \exp\left[-\frac{x^2}{2\Delta^2} + \iota \frac{px}{\hbar}\right]$$

وضح أن القيمة المتوسطة لقياس كمية الحركة تساوى p، وأن عدم التحديد في قياس موضع الجسيم يقع في حدود المقدار A. باعتبار دالـة الحالـة في فراغ كمية الحركة، وضح أن قيمة كمية الحركة لاتختلف عن المقدار p بأكثر من القدر Δ / \hbar . $\pi - 0$ يتحرك جسيم داخل بئر جهد مربع لانهائى تحت تأثير طاقة الوضع المعطاة بالمعادلة ($\pi - 1$). إذا كانت حالة الجسيم تعطى بالدوال $\psi(x) = x$, |x| < a $\psi(x) = 0$, |x| = a

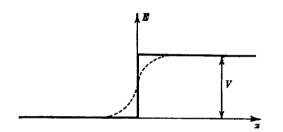
أوجد الاحتمال النسبى لكون قياس الطاقة يعطى النتيجة E_2, E_4 . -7 جسيم كمى يتحرك بحرية على امتداد خط مستقيم، ودالة حالته هى -7 $\psi(x) = (1/2a)^{1/2}$, $|x| \le a$ $\psi(x) = 0$, |x| < a

أوجد احتمال (عملية التسوية اختيارية) أن يتواجد الجسيم حاملا كمية حركة مقدارها p. إرسم رسما تقريبيا للتوزيع الاحتمالى لكمية الحركة ثم ناقش هذا بالربط بين التوزيع الفراغى المناظر ومبدأ عدم التحديد. وضح أن الاحتمال النسبى لتواجد الجسيم حاملا كميتى حركة مساوية $\pi\hbar/2a$ ، صفر يساوى $4/\pi^2$.

الباب الرابع الحركة في بعد واحد⁽¹⁾

٤-١ خطوة الجهد (2)

قبل در اسة النظرية الكمية للمهتز التوافقى⁽³⁾ ولذرة الهيدروجيـن يجـدر بنا البدء بالمقارنة بين الاقتراحات الكلاسيكية والكمية لنماذج بسيطة فى بعد واحد.



شكل ٤-١ منحنى الطاقة لخطوة الجهد. المنحنى المتقطع يمثل الوضع الحقيقى. الخط المتصل يمثل الوضع المثالى بغرض تسهيل الحسابات.

من أبسط الأنظمة حركة جسيم تحت تأثير طاقة الوضع الممثلة بالخط المتقطع، شكل ٤-١. نظر الأن القوة (F(x) تعطى بالعلاقة: (١-٤) $\frac{\partial V}{\partial x} - (x) = F(x)$ وزير الحالية القرب من نقطة فإن الجسيم سوف يتحرك بحرية في كل مكان ، ماعدا بالقرب من نقطة

⁽¹⁾ one dimensional motion (2) potential step (3) harmonic oscillator

(أ)
$$E_0 > V$$
 (ك*لاسيكيا)*
الجسيمات القادمة من جهة اليسار تقترب من حاجز الجهد حاملة طاقسة
حركة $T_0 = T_0$ مرتبطة بالعلاقة
 $T_0 = E_0 = \frac{p_0^2}{2.m}$

أثناء تخلل الجسيمات لحاجز الجهد تعمل القوة (F(x) على إبطاء حركتها، وبالتالى يتحول جزء من طاقة حركة الجسيمات إلى طاقة وضع. وحيث أن الطاقة الكلية للجسيمات أكبر من حاجز الجهد فإن جزءا من هذه الطاقة، مساو لحاجز الجهد، يستنفذ فى التغلب على القوة العكسية الناشئة من حاجز الجهد وتخرج الجسيمات حاملة طاقة حركة T₁ تعطى بالمقدار $T_1 = \frac{p_1^2}{2m} = E_0 - V$

وهذا يعنى النفاذ الكلى للجسيمات.

(ب) E_o < V *(کلاسیکیا)* فی هذا الوضع تستنفذ کل طاقـة الجسیمات القادمـة مـن جهـة الیسـار بداخل حاجز الجهد وتتوقف عند النقطة 'x ، مثلا، حیث V(x') = E_o ; [T(x') = 0] عند هذه النقطة تعكس الجسيمات اتجاه حركتها تحت تأثير القوى العكسية، وعليه يحدث انعكاس تام للجسيمات.

يجب ملاحظة أن السمات الوصفية للحركة الكلاسيكية لاتتغير باستبدال حاجز الجهد الممثل بالخط المتقطع بخطوة الجهد المفاجئة الممثلة بالخط المتصل، شكل ٤-١. تعد هذه المسألة من أبسط الأنظمة التى نتداولها من وجهة النظر الكمية

تعين الحركة الميكانيكية الكمية بمعادلة القدر المناسب

$$\left(\frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\hat{x})\right)u_E = E_0 u_E \qquad (\circ - \varepsilon)$$

V(x) = 0 , x < 0 ,V(x) = V , x > 0 (7-2)

باستخدام تمثیل شرودنجر تبدو المعادلة (٤-٥) على النحو

$$\left(-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\partial^2}{\partial x^2}+V(x)\right)u_E(x) = E_0u_E(x)$$
 (٧-٤)

شرط الحدود العام ينص على أن (x) دالة محدودة فى الفراغ الكلى. لابد أن نأخذ بعين الاعتبار أيضا عدم الاتصال⁽¹⁾ عند النقطة 0 = x. نظرا لأن التغير المفاجىء فى (x) تغيرا محدودا والدالة (0) محدودة، فمن المعادلة ($\xi - V$) تكون قيمة المشتقة الثانية للدالة (x) عند 0 = x فمن المعادلة ($\xi - V$) تكون قيمة المشتقة الثانية للدالة (x) عند 0 = x (0)"] محدودة هى الأخرى. هذا يعنى أن الدالة (x) والمشتقة الأولى لها (x) متصلتان عند 0 = x. بهذا نكون فى وضع يسمح لنا بالتمييز بين الحالتين تحت الدراسة.

(1) discontinuity

الحالة (أ) E₀ > V (أ) لحالة باستخدام التعويض $k_0^2 = \frac{2mE_0}{\hbar^2} ,$ (∧−٤) $k_1^2 = \frac{2m(E_0 - V)}{r^2}$ $(9-\xi)$ تؤول المعادلة (٢-٢) إلى $\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2}+k_0^2\right)u_L(x)=0 \quad , \quad x<0 \quad ;$ ()·-£) $\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} + k_1^2\right) u_R(x) = 0 \quad , \quad x > 0 \quad ;$ $(11-\varepsilon)$ المعاملان R,L يشير ان إلى الحلول على شمال ويمين صفر الإحداثيات. حلول المعادلتان السابقتان عبارة عن تراكب خطى (1) من الدوال الأسية: $u_1(x) = e^{\pm \iota k_0 x}$ (1Y-E) $u_{p}(x) = e^{\pm \iota k_{1}x}$ $(1\pi-\varepsilon)$ هذه الدوال الأسية ماهي إلا موجات دي برولـي المنـاظرة لكميتـي الحركـة P1, P0 في المعاملة الكلاسيكية. سنهتم هذا بالوضع الذي يقترب فيه الجسيم من جهة اليسار ويعانى انعكاسا أو نفاذا. ومن هنا فإننا نبحث عن الحلول التى لها الشكل $u_{L}(x) = e^{\iota k_{0}x} + A e^{-\iota k_{0}x}$ $(1\xi-\xi)$ (موجة منعكسة) + (موجة ساقطة) $u_{p}(x) = Be^{ik_{1}x}$ (10-2) (موجة نافذة)

(1) linear combination

فى المعادلة (٤-١٤) قمنا أنتاء عملية التسوية بضبط معامل الموجة الساقطة ليصبح مساويا للوحدة. كل مانود معرفته الآن هو قيم الطاقات المتاحة _{Eo} لهذا النظام، وكذلك شدتى الموجة المنعكسة والنافذة بدلالة B,A، على الترتيب.

على ذلك فإن النظام (بشرط أن يكون V < E₀) ممكن أن يحمل أى مقدار من الطاقة (أى لايوجد شرط يقيد قيم الطاقات المتاحة) كما هو الحال فى الوضع الكلاسيكى. إلا أن الحركة المتاحة كميا تختلف اختلافا جوهريا عن نظير ها الكلاسيكى، وبيان ذلك كما يلى:

الاحتمال النسبى لتواجد جسيم عند نقطة x، مثلا، حيث x < 0، يساوى $P_{\mu}(x) = \left| e^{ik_0x} + A e^{-ik_0x} \right|^2$

$$= 1 + |A|^{2} + 2A\cos 2k_{0}x \qquad (19-\xi)$$

الحد التذبذبي الأخير بهذه المعادلة ليس له أهمية فيزيائية كبيرة، ويمكن التخلص منه بأخذ متوسط الاحتمال النسبي في منطقة كبيرة بالنسبة للمقدار $2\pi/k_0$. الحدان الآخران يتولدان مباشرة من الموجتين الساقطة والمنعكسة ويمكن وصفهما على أساس أنهما يمثلان الشدتان النسبيتان لهاتين الموجتين. باتباع نفس المنوال يتسنى لنا القول أن $|\mathbf{B}|$ تمثل الشدة النسبية للموجة النافذة.

السمة الوصفية الجديدة والمهمة في المعاملة الكمية لهذا الوضع هي عدم تلاشى الموجة المنعكسة، حيث نجد $|\mathbf{A}|^2 \neq 0$ $(Y \cdot - \xi)$ هناك وضعان لهما أهمية خاصة. نعلم من قبل أن المعاملة الميكانيكية الكمية لنظام تصبح ضرورية إذا كان ★ (كمية الحركة القياسية) × (الطول القياسي) ≤ ħ في وضعنا المالي الطول القياسي هو المسافة التبي تتغير خلالها طاقة الوضع، أما كمية الحركة القياسية فهي كمية حركة الحزمة الساقطة. لهذا فإننا نصل إلى الحد الكلاسيكي عند قيم كبيرة لكميات الحركة، أي عندما يكون $E_{\circ} >> V$ $(Y 1 - \varepsilon)$ وفي تلك الحالة، وباستخدام المعادلتين (٤-٨)، (٤-٩) نحصل على $k_0 \cong k_1$ ومنه، باستخدام المعادلة (3-1)، نجد (YY-E) $A \cong 0$; $B \cong 1$ وهذا هو الحد الكلاسيكي الصحيح لحدوث النفاذ الكلي. أما الحد الكمى للغاية(1) فينشأ عندما يكون $E^{\vee} << |\Lambda|$ $(\Upsilon \Pi - \varepsilon)$ والحالة التي تتمتع بأهمية كبيرة يكون فيها ٧ كبيرة في المقدار ولكن سالبة الإشارة، أي حدوث انخفاض فجائي كبير في طاقة الوضع. كلاسيكيا سوف يخترق الجسيم طاقة الوضع هذه مع زيادة كبيرة في طاقة حركته . أما من

(1) the extreme quantum limit

الوجهة الكمية، فمن المعادلتين (٤-٨)، (٤-٩) نجد أن $k_0 < k_1$ (٢٤-٤) ومنه، باستخدام المعادلة (٤-٨١)، يكون A = -1; B = 0(٢٥-٤) A = -2; D = 0(٢٥-٤) A = -2; D = 0 A = -2 A = -2A

الحالة (ب) $E_0 < V$ (كميا) الحلول عند 0 > x تبقى كما هى دون تغيير . أما بالنسبة للحلول الحلول عند 0 > x تبقى كما هى دون تغيير . أما بالنسبة للحلول $u_R(x)$ $u_R(x)$ $K^2 = \frac{2m}{\hbar^2}(V - E_0)$ (۲٦-٤)

 $\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} - K^2\right) u_R(x) = 0 \quad , \quad x > 0 \qquad (\Upsilon \vee - \xi)$

حينئذ يكون

مرة ثانية، بتمثيل الحالة بحزمة ساقطة من جهة اليسار شدتها مساوية للوحدة، نرى أن الحلول تأخذ الشكل $u_L(x) = e^{\iota k_0 x} + A e^{-\iota k_0 x}$ $u_L(x) = Ce^{-\iota k_0 x} + De^{+\kappa_0 x}$ وحتى تكون u قابلة للتسوية فإن u_R يجب أن تؤول إلى الصفر عند مالانهاية، أى أن

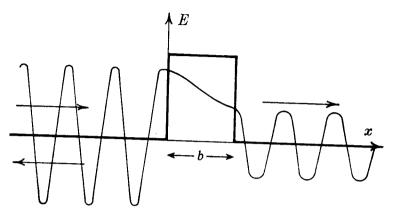
D = 0ومن شرط الاتصال عند النقطة x = 0 نجد الآتى: 1 + A = C $(T, -\epsilon)$ $\iota k_0(1-A) = -KC$ $(m 1 - \epsilon)$ بحل هاتان المعادلتان نحصل على (لأى قيمة من قيم Eo): $A = \frac{k_0 - \iota K}{k_0 + \iota K} ; C = \frac{2k_0}{k_0 + \iota K}$ (77-5) هذا يعنى عدم وجود أي قيود على القيم المتاحة للطاقة. زيادة على ذلك فإن $|A|^2 = 1$ (77-2) أى أنه لأى قيمة للطاقة، في هذا المدى، فإننا نحصل على انعكاس كلى كما كان الحال في الوضع الكلاسيكي. إلا أن الاحتمال النسبي لتواجد الجسيم فى المنطقة x > 0 ، الغير متاحة كلاسيكيا، يساوى $P_{u_R}(x) = \left|Ce^{-Kx}\right|^2$ (~1-1) $=\frac{4k_0^2}{k^2+k^2}e^{-2Kx}$

لهذا الاحتمال قيمة صغيرة بالقرب من حافة حاجز الجهد ويتتاقص أسيا⁽¹⁾ حتى يصل إلى قيمة مهملة عند المسافات الكبيرة بالنسبة إلى 1/K. هذه الحالة لها أهميتها الخاصة عند اعتبار سقوط موجة على حاجز جهد سمكه محدد b، شكل ٤-٢. فى هذا التأثير نحصل على احتمال معتبر

(1) exponentially

1

لتواجد الجسيم عند الحافة الأخرى لحاجز الجهد، حيث يستمر الجسيم فى الحركة بحرية إلى جهة اليمين بعد عبوره لحاجز الجهد.



الموجة النافذة

الموجة الساقطة والمنعكسة

شكل ٤-٢ منحنى الطاقة لحاجز جهد محدود، موضحين الموجتين الساقطة والنافذة.

من المعادلة (٤–٣٤) نـرى أن الاحتمـال النسـبى لتواجـد الجسـيم عنـد
يساوى
$$x = 0, x = b$$

$$= \exp\left[-2\left(\frac{2m}{\hbar^2}\right)^{1/2} \left(V - E_0\right)^{1/2} b\right] \qquad (\Upsilon \circ - \varepsilon)$$

وهذا بمثابة تعبير تقريبى (صالح لقيم كبيرة للمسافة b) لاحتمال نفاذ جسيم طاقته E₀ من حاجز جهد ارتفاعه V وعرضه b. (فى حقيقة الأمر، الحلول داخل حاجز الجهد عبارة عن خليط من دوال أسية تزايدية وتناقصية، ^{xx±}g. ولحاجز جهد اتساعه صغير يكون تأثير الدالة الأسية التزايدية، ^{xx+}g، له قيمة معتبرة (أنظر المسألة ٤-٤)). تلك الإمكانية الكمية للنفاذ من حواجز الجهد التى تُوقِف الأجسام الكلاسيكية تعد الأساس لفهم النشاط الإشعاعى للنواة، الذى سيأتى ذكره فى الباب التاسع.

٤ – ٢ الندية (1)

من الملائم، قبل در اسة تأثير طاقات وضع أخرى، إدخال بعض الاعتبارات العامة عن دوال الحالة الواصفة للأنظمة التى طاقة وضعها تتبع المعادلة:

$$V(x) = V(-x) \qquad (m - \epsilon)$$

طاقات الوضع هذه متماثلة⁽²⁾ حول نقطة الأصل.

$$\begin{aligned}
 & \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \\
 & \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \\
 & \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) = E \, u_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \\
 & \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) = E \, u_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \\
 & \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) = E \, u_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \\
 & \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) = E \, u_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \\
 & \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) = E \, u_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E}(\mathbf{x}) \quad \underbrace{\mathbf{u}}_{E$$

وبتغيير x إلى x-، واستخدام المعادلة (3-77) يمكن ببساطة توضيح أن الدالة $u_{E}(-x)$ هى أيضا حل للمعادلة. على فرض وجود حل واحد فقط مستقل خطيا⁽³⁾ للمعادلة (3-77) عند أى قيمة مناسبة للطاقة E فإن الحلين سوف يختلفان عن بعضهما بمقدار ثابت فقط، أى أن

$$u_{E}(x) = \varepsilon u_{E}(-x) \qquad (\pi - \varepsilon)$$

$$u_{E}(x) = \varepsilon u_{E}(x) \qquad (\pi - \varepsilon)$$

$$u_{E}(-x) = \varepsilon u_{E}(x) \qquad (\pi - \varepsilon)$$

(1) parity (2) symmetric (3)linearly independent

بالتعويض من المعادلة $(3 - 9\pi)$ في المعادلة $(3 - 7\pi)$ نجد $\epsilon^2 = 1 \Longrightarrow \epsilon = 1$ الثابت ع يعرف بندية الحالة⁽¹⁾. الحالات التي نديتها موجبة⁽²⁾ (1+ = ع) يكون فيها الدالة (x) ي متماثلة حول نقطة الأصل. أما الحالات التي نديتها سالبة⁽³⁾ (1- = ع) فالدالة $u_E(x)$

عند وجود أكثر من حل ليس له ندية محددة فإنه بالإمكان دائما تكويـن حلول من الدوال $u_E(-x) \cdot u_E(x)$ على النحو

 $u_{e}(X) = \frac{1}{2} \left[U_{E}(X) + u_{E}(-X) \right]$ $u_{o}(X) = \frac{1}{2} \left[u_{E}(X) - u_{E}(-X) \right]$ $(\xi) - \xi)$

التى لكل منها ندية محددة. لذلك بالإمكان دائما تكوين حلول إما متماثلة أو متماثلة ضديديا.

٤-٣ الحالات المقيدة (٥)

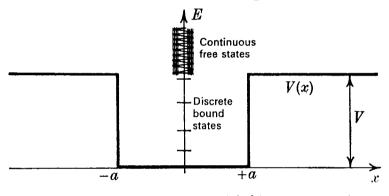
درسنا حتى الآن طاقات الوضع التى يتحرك فيها الجسيمات بحرية. بمعنى أنه كلاسيكيا وكميا أيضا يمكن للجسيمات أن تصل إلى مالانهاية، ولو فى اتجاه واحد على الأقل. سنوجه اهتمامنا حاليا إلى الأنظمة المقيدة التى فيها لاتستطيع الجسيمات الوصول إلى مالانهاية. مرة أخرى، من أبسط طاقات الوضع التى ستنصب عليها در استنا هى بئر الجهد المربع.

⁽¹⁾ parity of the state (2) positive parity (3) negative parity(4) anti-symmetric (5) bound states

$$V(x) = 0 ; |x| \le a$$

 $V(x) = V ; |x| > a$
 $E_0 < V$ is integrable (27-2)

كلاسيكيا، يتحرك الجسيم بحرية فى المدى $a \ge |x|$ نتيجة لوجود حاجز جهد على حدود هذه المنطقة. (فى البند $\pi - 3$ درسنا الوضع الذى فيه $\infty \leftarrow V$). من الملاحظ أن طاقة الوضع متماثلة حول صفر الإحداثيات ومحاولاتنا لمعرفة ماإذا كانت دوال القيم المناسبة متماثلة أيضا أو متماثلة ضديديا يساعد كثيرا فى يجاد الحلول المطلوبة.



شكل ٤-٣ منحنى الطاقة لبئر جهد مربع.

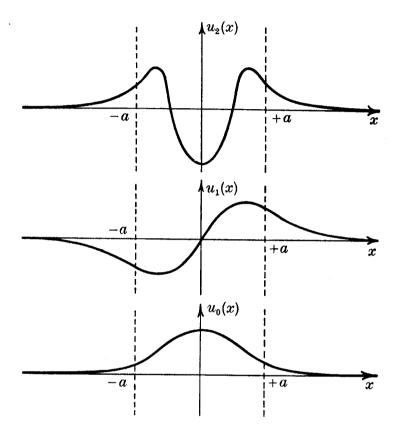
بدون تكرار لماسبق، نرى أن معادلة القدر المناسب للطاقة لهذا الوضع تتمثل فى المعادلة (٤-٧) وتؤول عندئذ إلى المعادلة (٤-١٠) فى المدى $a \ge |x|$.أما فى المدى a < |x| فإنها تؤول إلى المعادلة (٤-٢٧). باعتبار الحلول فى المنطقة الداخلية، $a \ge |x|$ ، فإننا نجد باعتبار الحلول فى المنطقة الداخلية، $a \ge |x|$ ، فإننا نجد $u_i(x) = \cos k_0 x$, $\sin k_0 x$ فى هذه الحلول استبدلنا متعمدين الدوال الأسية المبسطة بدوال زوجية وفردية.

أما الحل في المنطقة الخارجية من جهة اليمين، a < x، فيكتب كما يلى (بالمثل كما كان بالمعادلة (٤-٢٩)): $u_{R}(x) = Ce^{-Kx}$ (22-2) الحل الآخر الذي يناظر الدالة الأسية التزايدية غير مسموح بـ لكي تـ وول u(x) إلى الصفر عند مالانهاية، وبالتالي يصبح في الإمكان تسوية الدالـة الموجية. من متطلبات الندية، نرى أن الحل في المنطقة الخارجية من جهة اليسار يكتب كما يلى: $u_{L}(x) = \pm C e^{-K|x|}$ (20-2)لهذا يوجد نوعان من الحلول وهما الحلول المتماثلة (ندية موجبة) $u_i(x) = \cos k_0 x$ (27-2) $u_R(x) = Ce^{-Kx}$; $u_L(x) = Ce^{-K|x|}$ والحلول المتماثلة ضديديا (ندية سالبة) $u_i(x) = \sin k_0 x$ (£ Y- £) $u_{R}(x) = C'e^{-Kx}$; $u_{L}(x) = -C'e^{-K|x|}$ فى هذين الحلين ضبطنا المعامل فى المنطقة الداخلية ليصبح مساويا للوحدة. عملية التسوية الصحيحة التي تتم طبقًا للمعادلة (٣-٣٢) يمكن دائما الوصول إليها بضرب الدالة المعبرة عن الحل الكلي في ثابت مناسب. لكل حل من هذه الحلول يجب أن يتحقق شرطان للاتصال عند x |=a |. إلا أننا نلاحظ وجود ثابت حر واحد فقط، بسبب تلاشى معامل الدالة الأسية التزايدية. وهذا يخالف الوضع في الحالة الغير مقيدة. معنى ذلك أنه يجب النظر إلى الطاقة E_o ، هي الأخرى، كبار امتر ضبط حتى تتحقق شروط الاتصال. لقيم متقطعة فقط من الطاقة E_n، يمكن لشروط الاتصال أن تتحقق.

للحلول الزوجية، نجد أن $\cos k^{b}a = C e_{-k^{a}}$ (٤٨-٤) $k_0 \sin k_0 a = K C e^{-K a}$ التي تتحقق فقط بشرط أن يكون $(\xi 9 - \xi)$ $k_0 \tan k_0 a = K$ بالتعويض من المعادلتين (٨-٤)، (K , ko عن K , ko فان المعادلة (٤-٢٩) تعين قيم En المناظرة للحلول التي نديتها موجبة. وبالمثل، للحلول التي ندبتها سالبة نحصل على $(\circ, -\varepsilon)$ $k_0 \cos k_0 a = -K$ يمكن حل هذه المعادلات بيانيا للحصول على قيم E. ليس من المهم كثيرًا هذا الحصول على حلول خاصبة ولكن الأكثر أهمية الحصول على الحل العام في مدى الطاقات التي تؤدي كلاسيكيا إلى الحالات المقيدة، ومن الوجهة الكمية تؤدى إلى الطيف المتقطع للطاقة. نستطيع وضع بعض الملاحظات العامة حول شكل دوال القيم

ليمناسبة. طبقا للمعادلة (٢٧-٤) نجد أنه في المنطقة الخارجية يكون u′′/u>0 (٥١-٤)

هذا يعنى أنه للقيم الموجبة للدالة u فإن المنحنى يتميز بنهاية صغرى، وللقيم السالبة يتميز المنحنى بنهاية عظمى. يعبر إجمالا عن هاتين الخاصيتين كالآتى: دالة الحالة فى المنطقة الخارجية تتحنى مبتعدة عن المحور (تتحدب). بالمثل فإن دالة الحالة تتحنى مقتربة من المحور (تتقعر) فى المنطقة الداخلية. زيادة على ذلك فإن النسبة u''u تحدد الانحناء، وطبقا لمعادلة القدر المناسب فإن قيمة هذا الانحناء تزداد مع زيادة E. القيم المناسبة E_n هى تلك القيم التى تتناسق عندها دالة الحالة فى الأجزاء المحدبة الخارجية مع الأجزاء المقعرة الداخلية، من حيث الميل والمقدار .



شكل ٤-٤ الشكل النموذجى للدوال المناسبة للطاقة للثلاث مستويات المقيدة الأولى، موضحين الندية وعدد التقاطعات.

الحالة الأرضية (u_o(x) هـى تلك الحالـة (الدالـة) الزوجيـة التـى فيهـا يكون الانحناء فى نهايته الصغرى مع عدم وجود أى تقاطعات مع المحور . الحالة التى تليها، (u₁(x)، فردية وتقطع المحور مرة واحدة فقط. أمـا (u₂^(x) فهـى حالة زوجية وتقطع المحور مرتين، انظر شكل ٤-٤. بوجه عام الحالة التى ترتيبها n نديتها تساوى $n_{(1)}$ وتقطع المحور عدد n من المرات. لتلخيص ماسبق نقول: 1- فى مدى الطاقات المناظرة كلاسيكيا لحالات حرة فإن النظام الكمىيتمتع بنفس المدى المتصل من الطاقات.<math>Y- توصف الجسيمات، التى تتحرك تحت تأثير طاقات وضع متماثلة، بدو ال مناسبة للطاقة إما متماثلة (ندية زوجية) أو متماثلة ضديديا (ندية سالبة) حول نقطة الأصل. T- فى مدى الطاقات المناظرة كلاسيكيا لحالات مقيدة يتمتع النظام الكمى بمستويات طاقة متقطعة. 3-مستوى الطاقة الذى ترتيبه n تكون ندية الدالة الواصفة له مساوية $n_{(1-)}$ ، وتقطع الدالة المحور عدد n من المرات.

مسائل ٤ ٤-١ ارسم منحنيات تقريبية للدوال المناسبة للطاقة فى حالة بئر جهد مربع لاتهائى، وبين أنها تحقق الشروط ٤،٣،٢ المذكورة بالملخص عند نهاية هذا الباب. ٤-٢ بين أن الحلول المناسبة للطاقة فى حالة بئر جهد مربع متماثل يمكن أن تتواجد عند أى قيمة للطاقة بشرط أن يكون V < E. ٤-٣ جسيم كتلته m يتحرك بحرية على امتداد خط مستقيم مقتربا من حاجز الجهد

V(x) = 0 , x < 0 or x > a $V(x) = V , 0 \le x \le a ,$

وقادما من ∞ - = x. فإذا كانت طاقته E أقل من V، وكان $k^2 = \frac{2mE}{t^2} ,$ $K^2 = \frac{2m(V-E)}{t^2}$ أوجد نسبة شدة الحزمتين النافذة والمنعكسة عندما يكون Ka<<1 وإذا كانت الحزمة تقترب من منتصف حاجز جهد رفيع جدا بحيث يكون $k \cong K$, $ka \ll 1$ فبين أن الحزمة غالبا مايحدث لها نفاذ تام. من الناحية الأخرى، إذا كانت الحزمة تقترب من قمة حاجز جهد مرتفع بحيث يكون k>>K , ka>>1 فبين أن الحزمة غالبا مايحدث لها انعكاس تام. (عبر عن دالة الحالة في المنطقة x > a في الصورة (u(x)=De^{tk}(x-a ، واستخدم المفكوك e^{Ka}=1+ka، إلخ) ٤-٤ جسيم كتلته m يتحرك تحت تأثير طاقة الوضع $V(x) = \infty$, $x \leq 0$ $V(x) = 0 \qquad , \quad 0 < x < a$ $V(x)=V\bigl(>0\bigr) \ , \ \ a\leq x\leq b$ V(x) = 0, x > bإذا آلت b إلى مالانهاية فوضح أن القيم المتاحة للطاقة،عندما يكون E < V، تحقق العلاقة

 $k \cot ka + K = 0$

حيث K, k معرفان فى المسألة ٤–٣. إذا كانت الطاقة لهـا مثـل هـذه القيمـة وكـانت b محـدودة فوضـح أن الشـدة النسبية عند x = a , x = b تساوى

 $T = e^{-2K(b-a)}$

فى المنطقة d < x بين أن شدتى الحزمة المتجهة جهتى اليمين واليسار متساوية. بذلك يكون هذا النظام مُمَثِّلا لمخزن للجسيمات المأسورة بو اسطة طاقة الوضع بالقرب من نقطة الأصل، وعند طاقة مساوية للقيمة المناسبة الممكنة عندما تؤول b إلى مالانهاية. للقيم المحدودة b تتسرب الجسيمات باستمرار من خلال حاجز الجهد ولكن يمكن استعواضها أيضا بمصدر الجسيمات عند مالانهاية. هذا النظام قريب الشبه جدا بنواة مشعة (انظر البند ٩-٣).

$$u(0) = 0$$
 (فى المنطقة x < a استخدم دالـة الحالـة المساوية sin kx لأن sin kx (فى المنطقة x < a استخدم دالـة الحالـة المساوية u(0) استخدم دالـ $u(x) = Ae^{-K(x-a)} + Be^{K(x-a)} a \le x \le b$
 $u(x) = Ae^{-K(x-a)} + Be^{K(x-a)} b < x$

٥-١ النظرية الكلاسيكية طبقا للنظرية الكلاسيكية، ننظر إلى المهتز التوافقى على أنه جسيم كتلته m يتحرك تحت تأثير القوة $F = -m\omega^2 x$ (1-0) ويخضع لمعادلة الحركة $\frac{\partial^2 x}{\partial t^2} + \omega^2 x = 0$ (1-0) التي حلها (۳-0) $x = a \cos \omega t$ هذا الحل يصف حركة اهتزازية ترددها الزاوى w وسعتها a. ترتبط دائما طاقة الوضع مع القوة بالعلاقة $F = -\frac{\partial V}{\partial r}$ ومنه، باستخدام المعادلة (٥–١) وإجراء التكامل، يكون $V(x) = \frac{1}{2}m\omega^2 x^2$ (1-0) تعطى طاقة الاهتزازة (٥-٣) من المعادلة (٥-٤) بوضع x = a. أى أن طاقة الاهتزازة هي طاقة الجسيم المهتز عندما يكون عند أقصى مسافة، $E = \frac{1}{2}ma^2\omega^2$ (0-0)

٥-٢ النظرية الكمية - القيم المناسبة

نتداول الآن النظرية الكمية لهذا النظام المهتز. نظر الأن الحركة الكلاسيكية مقيدة لجميع قيم الطاقات فإن الأطياف الكمية الكلية للطاقات تظهر بصورة متقطعة (راجع الباب السابق). المعادلة (٣-١٦) هى معادلة القدر المناسب لهذا النظام مع استبدال Ĥ بالمؤثر

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^{2}}{2m} + \frac{1}{2}m\omega^{2}\hat{x}^{2}$$
 (1-0)

وعند استخدام تمثيل شرودنجر تأخذ المعادلة (٣-١٦) الصورة $\begin{bmatrix} -\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{m\omega^2}{2}x^2 \end{bmatrix} u_n(x) = E_n u_n(x) \quad (Υ-0)$ بضرب طرفى المعادلة فى 2/ħω نجد أن $\begin{bmatrix} -\frac{\hbar}{m\omega}\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{m\omega}{\hbar}x^2 \end{bmatrix} u_n(x) = \frac{2E_n}{\hbar\omega}u_n(x) \quad (\Lambda-0)$

وبوضع

$$y = \left(\frac{m\omega}{\hbar}\right)^{1/2} x \quad , \qquad \qquad (9-0)$$

$$\varepsilon_n = E_n / \hbar \omega \qquad (1 \cdot - \circ)$$

تؤول المعادلة (٥–٨) إلى الصورة المبسطة `

$$\left(\frac{\partial^2}{\partial y^2} - y^2\right) u_n(y) = -2\varepsilon_n u_n(y) \qquad (11-0)$$

نستطيع حل هذه المعادلة بطرق قياسية معروفة. سوف نستخدم هذه الطرق فيما بعد لإيجاد الحلول الخاصة بكمية الحركة الزاوية وحلول ذرة الهيدروجين. بدلا من الدخول فى تفاصيل هذه الحلول الآن، فإننا

1 -2

نستخدم طريقة التحليل إلى عوامل⁽¹⁾ لحل المعادلة. ذلك لأن هذه الطريقة سوف تمدنا بنوع جديد من المؤثرات التى تلعب دورا هاما للغاية فى النظرية الكمية.

و عليه فإما أن يكون (٥-١٣) $u_n(y) = 0$ (١٣-٥)

أو يكون

(1) factorization method

$$\begin{split} &(2-2) (1-2) ($$

(1) diverge

الآن إما أن يكون $\left(\frac{\partial}{\partial y} + y\right)u_n(y) = 0$ $(1 \wedge - \circ)$ أو بكون $\left(\frac{\partial}{\partial y} + y\right) u_n(y) = u_{n-1}(y)$ (19-0) وللحالة الأخيرة، تؤول المعادلة (٥-١٧) إلى $\left(\frac{\partial}{\partial y} + y\right) \left(\frac{\partial}{\partial y} - y\right) u_{n-1}(y) = \left[-2\left(\varepsilon_n - 1\right) - 1\right] u_{n-1}(y)$ (1, -0)و هي ذاتها المعادلة (٥-١١أ) بشرط تحقق العلاقة $\varepsilon_n - 1 = \varepsilon_n$ (1 - 0)وهذا بعني أنه لأي حالة u ينتمي إليها القيمة المناسبة en يمكن توليد حالة أخرى (y) الماقة أقل. هذه الحالة الجديدة (الحل الجديد) تعين من المعادلة (٥-١٩) والقيمة المناسبة للطاقـة المنتمية إليها تساوى ٤-٤، وذلك إن لم يكن الحالة الابتدائية مدهى الحالة الأرضية ٥٠، في هذا الوضع دالة الحالة الأرضية لابد أن تحقق المعادلة (٥-١٨)، أى أن $\left(\frac{\partial}{\partial y} + y\right) u_0(y) = 0$ (11-0)هذه المعادلة تمدنا بدالة القيمة المناسبة للحالة الأرضية، لتصبح مساوية $u_0(y) = e^{-(1/2)y^2}$ (17-0) فضلا عن ذلك، من المعادلتين (٥-٢٢)، (٥-١١ب)، طاقة الحالة الأرضبة تحقق المعادلة $2\varepsilon_0 - 1 = 0$ (72-0)

باستخدام المعادلتين (٥-١٦)، (٥-٢٤) نجد أن القيم المناسبة للطاقة تساوى

$$\varepsilon_{0} = \frac{1}{2} , \ \varepsilon_{1} = \frac{1}{2} + 1 , \dots, \ \varepsilon_{n} = n + \frac{1}{2} , \dots$$
and the last $\varepsilon_{0} = \frac{1}{2} , \varepsilon_{1} = \frac{1}{2} + 1 , \dots, \ \varepsilon_{n} = n + \frac{1}{2} , \dots$
and the last $\varepsilon_{n} = \frac{1}{2} + n$ the last $\varepsilon_{n} = \frac{1}{2} + n$ and $\varepsilon_{n} = \frac{1}{2} + n$ and $\varepsilon_{n} = 0, 1, 2, \dots$
and $\varepsilon_{n} = \frac{1}{2} + n$ and $\varepsilon_{n} = 1, 2, \dots$
ano

التعبير الذى يعين قيم مستويات الطاقة يعد من أكثر الأشياء أهمية فى ميكانيكا الكم. هذا التعبير، المعادلة (٥–٢٥)، يتفق مع تفسير بلانك لكيفية تفاعل الإشعاع مع المادة، بشرط اعتبار المادة أنها عبارة عن تجمع للعديد من المهتزات (المتذبذبات) التوافقية، وكل مهتز يبعث أو يمتص إشعاع تردده مساوى لتردد المهتز التوافقي، من ذلك فإن تبادل الطاقة يتحدد من القيم المناسبة المتاحة للمهتز التوافقى، أى من المعادلة (٥–٢٥). إلا أن هذه المعادلة تتغير بوحدات ش وهذا هو بالضبط الفرض الكمى لبلانك.

يمكن توليد دوال القيم المناسبة المتتابعة من الدالـة (uo(y) وذلـك بتكرار تطبيق المعادلة (٥–١٤). على سبيل المثال

⁽¹⁾ annihilation and creation operators

$$u_{1}(y) = \left(\frac{\partial}{\partial y} - y\right) u_{0}(y)$$
$$= \left(\frac{\partial}{\partial y} - y\right) e^{-(1/2)y^{2}} \qquad (\forall \forall \neg \neg \circ)$$
$$= -2y e^{-(1/2)y^{2}}$$

دالة الحالة الأرضية، (y)، u_o(y، دالة زوجية في y ولاتقطع المحور. أما دالة الحالة المثارة الأولى، (u₁(y)، فهى دالة فردية وتقطع المحور مرة واحدة فقط. من السهل، بتكرار تطبيق المعادلة (٥–١٤)، إثبات أن دوال القيم المناسبة المتتابعة تتميز بنفس السمات العامة المستتتجة بالباب السابق. تُعْرف الدوال المستتجة بهذه الطريقة باسم متعددات حدود هرميت⁽¹⁾.

فى الحقيقة، دالة القيمة المناسبة للحالة الأرضية عبارة عن دالة ذات تحدب جاوسى مشابهه لما تم در استه فى مبدأ عدم التحديد بالبند ٣-٦. من المعادلتين (٥-٢٣)، (٥-٩) نلاحظ أن عرض التحدب الجاوسى يساوى $\Delta_x = \left(\frac{\hbar}{m\omega}\right)^{1/2}$

ومن المعادلة (٥-٥) نجد أن Δ_x هى بالضبط قيمة سعة المهتز الكلاسيكى الذى له نفس طاقة الحالة الأرضية.

المؤثران

$$\left(\frac{\partial}{\partial y} - y\right)$$
, $\left(\frac{\partial}{\partial y} + y\right)$ (YA-0)

يتمتعان بأهمية خاصة، نظر الاختلاف نوعيهما عما تم در استه من قبل.

(1) Hermite polynomials

نعلم مسبقا أن المؤثرات تعبر عن عمليات من الممكن ملاحظتها، أى تعبر عن عمليات القياس. المثال التوضيحى النموذجى على ذلك هو المؤثر الذى نعين به طاقة المهتز التوافقى

$$\hat{H} = \frac{\hbar\omega}{2} \left(y^2 - \frac{\partial^2}{\partial y^2} \right) \qquad (\Upsilon 9 - 0)$$

تبعا للمعادلتين (٥-١٤)، (٥-١٩)، هذا المؤثر يمثل عملية إزاحة فيزيائية للمهتز (لأعلى أو لأسفل) من مستوى طاقة ما إلى المستوى الذى يليه. ونظرا لأن الطاقة تتولد أو تختفى أثناء تلك العملية بوحدات أله فإن المؤثرين، المعادلة (٥-٢٨)، يطلق عليهما اسم مؤثرى التوليد والإفناء. هذان المؤثر ان يلعبان دورا هاما للغاية عند دراسة النظرية الكمية لتفاعل الإشعاع مع المادة (المادة متمثلة فى الإلكترونات).

٥-٤ ملخص

القيم المناسبة لطاقة المهتز التوافقي الكمي الذي تردده الزاوي w تساوى

$$E_n = \left(\frac{1}{2} + n\right) \hbar \omega \quad , \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

مسائل مسائل م-1 استخدم مؤثر التوليد لاستنتاج الحالة المناسبة $u_2(x)$. $u_2(x)$ استخدم مؤثر التوليد لاستنتاج الحالة ($u_0(x)$ للتحقق من عدم -7 جسيم فى الحالة $u_0(x)$ استخدم المعادلة (-7 جسيم فى الماقة. إمكانية الحصول على النتيجة E_1 أو E_2 عند قياس الطاقة. -7 عين القيمة المتوسطة لكمية الحركة

$$\begin{split} \left| \mathbf{p} \right| &= \left| \mathbf{q} \right| \\ \mathbf{p} = \left| \mathbf{q} \right| \\ \mathbf{h} \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}} \right| \\ \text{Interpreteined on the set of the s$$

}

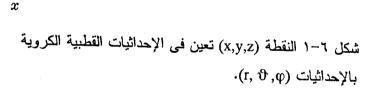
,

الجزء الثانى الفيزياء الذرية

الباب السادس كمية الحركة الزاوية

٦-١ مؤثرات كمية الحركة الزاوية

من الضرورى قبل دراسة ذرة الهيدروجين التعرف على النظرية من الضرورى قبل دراسة ذرة الهيدروجين التعرف على النظرية الكمية لكمية الحركة الزاوية. لعمل ذلك يستحسن استخدام الإحداثيات الكمية القطبية الكروية ((r, θ, φ) التى ترتبط بالإحداثيات الكارتيزية ((x, y, z) بالعلاقات، انظر شكل r = 0



ф

 $\succ y$

$$x = r\sin\vartheta\cos\varphi$$

$$y = r\sin\vartheta\sin\varphi$$

$$z = r\cos\vartheta$$

بتطبيق مبدأ التناظر، ف(١)، يمكن كتابة المؤثرات، المعبرة عن مركبات كمية الحركة الزاوية حول نقطة الأصل، بدلالة الموضع وكمية الحركة الخطية، التي بدور ها تكتب (استخدم المعادلة (٣-١٤)) طبق التمثيل شرودنجر كما يلي:

$$\hat{\ell}_{x} = \hat{y}\,\hat{p}_{z} - \hat{z}\,\hat{p}_{y} \to -\iota\,\hbar\left(y\frac{\partial}{\partial z} - z\frac{\partial}{\partial y}\right)$$

$$\hat{\ell}_{y} = \hat{z}\,\hat{p}_{x} - \hat{x}\,\hat{p}_{z} \to -\iota\,\hbar\left(z\frac{\partial}{\partial x} - x\frac{\partial}{\partial z}\right)$$

$$\hat{\ell}_{z} = \hat{x}\,\hat{p}_{y} - \hat{y}\,\hat{p}_{x} \to -\iota\,\hbar\left(x\frac{\partial}{\partial y} - y\frac{\partial}{\partial x}\right)$$

$$(\Upsilon - \Upsilon)$$

$$\frac{6}{96}\frac{\phi}{z6} + \frac{6}{96}\frac{\phi}{z6} + \frac{6}{76}\frac{1}{z6}\frac{1}{z6} - \frac{6}{z6}\frac{1}{z6}\frac{1}{z6}$$

التى نستطيع تقييمها باستخدام المعادلة (٦-١). فى الإمكان أيضا استتتاج العلاقات المشابهة للتفاضلات الأخرى ٥/ðx, ٥/ðy . بهذه الطريقة يتسنى لنا التعبير عن مؤثرات كمية الحركة الزاوية بدلالة المتغيرات الزاوية، أى أن

$$\hat{\ell}_{x} \rightarrow \iota \hbar \left(\sin \varphi \frac{\partial}{\partial \vartheta} + \cot \vartheta \cos \varphi \frac{\partial}{\partial \varphi} \right) ,$$

$$\hat{\ell}_{y} \rightarrow \iota \hbar \left(-\cos \varphi \frac{\partial}{\partial \vartheta} + \cot \vartheta \sin \varphi \frac{\partial}{\partial \varphi} \right) , \qquad (r-\tau)$$

$$\hat{\ell}_{z} \rightarrow -\iota \hbar \frac{\partial}{\partial \varphi} .$$

۲-۲ المركبة- Z

نحصل على الشكل الخاص بالمؤثر $\hat{\ell}_z$ من التطبيق المباشر للصورة العامة لمبدأ التتام المذكور عند نهاية البند ٣–٣. نظر الأن $\hat{\ell}_z$ هـى كميـة

الحركة الزاوية المناظرة لعملية الملاحظة ¢ فإن علاقة المبادلة بيـن هذيـن المؤثرين هي

 $\left[\hat{\phi}, \hat{\ell}_{z}\right] = \iota \hbar$

وبتمثيل المؤثر \$ بالمتغير الجبرى <p فإن مؤثر كمية الحركة الزاوية المناظر يصبح مساويا

$$\hat{\ell}_{z} \left(= \hat{\ell}_{\varphi}\right) \rightarrow -\iota \hbar \frac{\partial}{\partial \varphi} \qquad (\xi - \tau)$$

وذلك لكى تتحقق علاقة المبادلة. لاحظ أن المعادلة السابقة تشبه تماما المعادلة (٣-١٤).

نعين القيم الممكنة (المتاحة) لكمية الحركة الزاوية مـن معادلـة القـدر المناسب الخاصة بالمؤثر $\hat{\ell}_z$ ، وهي

$$-\iota \hbar \frac{\partial}{\partial \varphi} u_m(\varphi) = \hbar m u_m(\varphi) \qquad (\circ - 7)$$

حيث \hbar m هى القيم المناسبة. نظر الأننا نعود مرة أخرى إلى نفس الوضع الفيزيائى عند الدور ان بز اوية مقدار ها 2nπ (لقيم n الصحيحة) فيجب علينا إدخال شرط للحدود على الدالة مقدار ها 2nπ (لقيم n الصحيحة) فيجب علينا إدخال شرط للحدود على الدالة مقدار ها 2nπ ($\mu_m(\phi)$ الصحيحة) فيجب علينا إدخال شرط للحدود على الدالة س_m(ϕ) كالآتى: $u_m = e^{im\phi}$

ومن شرط الحدود، تأخذ m القيم

المتقطعة لذرة الهيدروجين. أما الآن فقد ظهرت هذه القاعدة نتيجة لتطبيق النظرية الكمية.

حمية الحركة الزاوية الكلية – القيم المناسبة $\hat{\ell}_x, \hat{\ell}_y$ مع المؤثرين $\hat{\ell}_x, \hat{\ell}_y$ ، يمكن بسهولة التأكد من عدم تبادل المؤثر $\hat{\ell}_z$

يمكن بسهوله الناكد من عدم تبدل المولك x_{z} مع المولك x_{z} أى التأكد من صحة العلاقات z_{x} م

$$\begin{bmatrix} \hat{\ell}_{x}, \hat{\ell}_{z} \end{bmatrix} \neq 0 \quad , \quad \begin{bmatrix} \hat{\ell}_{y}, \hat{\ell}_{z} \end{bmatrix} \neq 0 \tag{Y-7}$$

هذا يعنى، على وجه العموم، أن دالة الحالة المناسبة لأى من هذه المركبات ليست دالة حالة مناسبة أيضا للمركبات الأخرى. وبالتالى لانستطيع التعرف بدقة تامة على أكثر من مركبة واحدة فقط من مركبات كمية الحركة الزاوية، وهذا بالطبع نتيجة للاضطر ابات المتبادلة الناشئة عن عمليات الملاحظة. هناك حالة خاصة عندها تكون كمية الحركة الزاوية مساوية للصفر. لتلك الحالة المركبات الثلاثة لكمية الحركة الزاوية تساوى صفر، كلا على حده، أى يمكن معرفة المركبات الثلاثة بدقة تامة، وسوف نوضح ذلك فى المناقشة التى تلى المعادلة (٦-٤٦).

بتطبيق مبدأ التناظر نستطيع تكوين المؤثر الخاص بمربع كمية الحركة الزاوية

$$\hat{\ell}^{2} = \hat{\ell}_{x}^{2} + \hat{\ell}_{y}^{2} + \hat{\ell}_{z}^{2}$$

$$\rightarrow -\hbar^{2} \left[\frac{1}{\sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \vartheta} \left(\sin \vartheta \frac{\partial}{\partial \vartheta} \right) + \frac{1}{\sin^{2} \vartheta} \frac{\partial^{2}}{\partial \varphi^{2}} \right]$$

$$\text{(A-7)}$$

$$\text{(A-7)$$

التى تعنى إمكانية معرفة قيمة كمية الحركة الزاوية بالإضافة إلى أحد
مركباتها بالضبط، فى آن واحد. ومن هذا يجب أن يتواجد (آلـة حالـة
مناسبة، (
$$\eta, \phi$$
), لكلا المؤثرين $_{x}^{2}$, $\hat{\ell}$ وتحقق معادلتى القدر المناسب
 $\hat{\ell}_{x} Y_{\betam}(\vartheta, \phi) = \hbar m Y_{\betam}(\vartheta, \phi)$ ($\eta-\eta$)
($\eta-\eta$)
($\eta-\eta$) ($\eta-\eta$)
($\eta-\eta$) ($\eta-\phi$) $\hbar m Y_{\betam}(\vartheta, \phi)$ ($\eta-\eta$)
($\eta-\eta$)
($\eta-\eta$) $\hat{\ell}^{2} Y_{\betam}(\vartheta, \phi) = \hbar p Y_{\betam}(\vartheta, \phi)$
 $\hat{\ell}_{x}^{2} Y_{\betam}(\vartheta, \phi) = h p Y_{\betam}(\vartheta, \phi)$
 $\hat{\ell}_{x}^{2} Y_{\betam}(\vartheta, \phi) = h p Y_{\betam}(\vartheta, \phi)$
($\eta-\eta$)
 $\hat{\ell}^{2} Y_{\betam}(\vartheta, \phi) = h p Y_{\betam}(\vartheta, \phi)$
 $\hat{\ell}_{x}^{2} J$ at φ either is the interval of the p of η of η and ℓ is the p of ℓ of η of η .
($\eta-\eta$) $(\eta-\eta)$
 $\hat{\ell}^{2} Y_{\betam}(\vartheta, \phi) = P_{\betam}(\vartheta, \phi) = (\eta-\eta)$
 $\hat{\ell}_{x}^{2} J$ and $\hat{\ell}_{x}^{2} J$ and $\hat{\ell}_{x}^{2} J$
 $\hat{\ell}_{y}^{2} (\eta, \phi) = h p Y$
 $\hat{\ell}_{y}^{2} (\eta, \phi) = h p Y$

 $\frac{1}{\omega b} = -\frac{a}{\omega b} \qquad (1 \le -7)$

و المعادلة (٦-١٢) تصبح

$$\frac{d}{d\omega}(1-\omega^{2})\frac{dP}{d\omega} + \left(\beta - \frac{m^{2}}{1-\omega^{2}}\right)P = 0 \qquad (10-7)$$

$$= 2 (10-7)$$

$$= 2 (10-7)$$

$$= -1 \le \omega \le 1$$

$$= -1 < 0 \le$$

من الملاحظ أنه عندما يكون 1± = w تصبح معاملات المعادلة السابقة غير محدودة وتكون الدالـة P غير محدودة هى الأخـرى ممـا ينـاقض متطلبات شرط الحدود.

نعتبر أو لا الحل بالقرب من 1 =
$$\omega$$
. يمكن كتابة

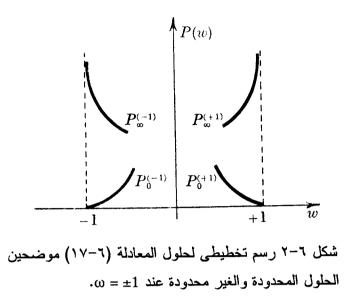
$$\frac{2\omega}{1-\omega^2} = \frac{1}{1-\omega} - \frac{1}{1+\omega} \cong \frac{1}{1-\omega}, \qquad (1 \wedge -7)$$

وكذلك

$$\frac{1}{(1-\omega^{2})^{2}} = \frac{1}{(1-\omega)^{2}(1+\omega)^{2}} \cong \frac{1}{4(1-\omega)^{2}}$$
 (19-7)

حيث علامتى التساوى التقريبية، \approx ، بالمعادلتين تتحقق عندما يكون 1 = ω . عندما 1 $\approx \omega$ يمكن إهمال الحد المحتوى على β بالمقارنة بالحد المحتوى على m^2 ، لتؤول المعادلة (٦–١٢) إلى الصورة التقريبية m^2 على m^2 ، لتؤول المعادلة (٦–٢) إلى الصورة التقريبية يبدو حل هذه المعادلة على النحو

$$\begin{split} P = (1-\omega)^{\alpha} \left[a_{0} + a_{1}(1-\omega) + a_{2}(1-\omega)^{2} + ... \right]^{\alpha} \left[P = \left(1 - \omega \right)^{\alpha} \left[a_{0} + a_{1}(1-\omega)^{2} + ... \right]^{\alpha} \right]^{\alpha} \\ \text{as by the limit of the level of$$



 $P_0^{(+1)}$ عند 1 = ω ، $\omega = 1$ عند $P_0^{(+1)}$ عند 1 = ω ، $P_0^{(+1)} = a P_0^{(+1)} + b P_{\infty}^{(+1)}$ $P_0^{(-7)} = a P_0^{(+1)} + b P_{\infty}^{(+1)}$ $P_0^{(-7)}$ W^{-7} الأطياف المطلوبة المناظرة للقيم المتاحة للكمية β هـى بالضبط تلك القيم التى عندها يتصل بسلاسة الحل $P_0^{(-1)}$ مع تلاشى أى التى عندها يتصل بسلاسة الحل $P_0^{(-1)}$ مع تلاشى أى مركبة للحل $P_0^{(+1)}$ ، وبالتالى يتحقق شرط الحدود عند النقطتين 1 = ω . (هذا يشبه من الناحية الحسابية عملية تقييم أطياف طاقات الحالات المقيدة (هذا يشبه من الناحية الحسابية عملية تقييم أطياف طاقات الحالات المقيدة فى حالة بئر الجهد المربع، بالباب الرابع. حيث كانت القيم المتاحة للطاقة En Ao بالضبط تلك القيم التى عندها نتحقق شروط الاتصال عند حدود بئر الجهد، وقد تم ذلك دون إدخال أى مركبة للحل المحتوى على الدالة الأسية الترايدية.)

لتعبين β نستخدم المعادلتين (٢-٢٥)، (٣-٢٦) حتى نستطيع كتابة
لصورة العامة للحل كالآتى:

$$P_{\beta m}(\omega) = (1-\omega^2)^{|m|/2} Z(\omega)$$
 (٣٠-٦)
 $P_{\beta m}(\omega) = (1-\omega^2)^{|m|/2} Z(\omega)$ (٣٠-٦)
 $P_{\beta m}(\omega) = (1-\omega^2)^{|m|/2} Z(\omega)$ is conducted (٣٠-٦)
 $(1-\omega^2) \frac{d^2 Z}{d \omega^2} - 2(|m|+1)\omega \frac{d Z}{d \omega} + [\beta - |m|(|m|+1)]Z = 0$
 $(1-\omega^2) \frac{d^2 Z}{d \omega^2} - 2(|m|+1)\omega \frac{d Z}{d \omega} + [\beta - |m|(|m|+1)]Z = 0$
 $(1-\omega^2) \frac{d^2 Z}{d \omega^2} - 2(|m|+1)\omega \frac{d Z}{d \omega} + [\beta - |m|(|m|+1)]Z = 0$
 $(1-\omega^2) \frac{d^2 Z}{d \omega^2} - 2(|m|+1)\omega \frac{d Z}{d \omega} + [\beta - |m|(|m|+1)]Z = 0$
 $(1-\omega^2) \frac{d^2 Z}{d \omega^2} - 2(|m|+1)\omega \frac{d Z}{d \omega} + [\beta - |m|(|m|+1), \omega - 2\omega]$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ ($(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$ $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$
 $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + (1-\omega)^2$
 $P_{\alpha}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} a_k \omega^k$
 $(1-\omega)^2 + (1-\omega)^2 + ($

المعادلة السابقة تعين معاملات القوى الزوجية للمتوالية Z بدلالة a₀، ومعاملات القوى الفردية بدلالة a₁. إذا كانت المتوالية (w) غير منتهية، بالنسبة للقيم الكبيرة للعدد k، فإن المعادلة (1–٣٣) تؤدى إلى

 $a_{k+2} \cong a_k$

ومنه للقيم الكبيرة للعدد k يكون

$$Z(\omega) \approx (1-\omega)^{-1}$$

وعندها تتباعد الدالـة P_{βm} لبعض قيم |m|. لتحقيق شرط الحدود لابد أن تكون المتوالية منتهية، وبالتالى يجب أن تكون (α)Z كثيرة حدود وليس متوالية قوى⁽¹⁾. من المعادلة (٣٣-٦) تصبح متوالية المعاملات منتهية عند الحد k إذا كان $\beta = \ell(\ell+1)$ (٣٤-٦) حيث $\ell = k + |m|$ (٣٥-٦) عندما يكون المقدار $k = \ell - |m|$

مساویا لعدد فردی، وکان 0 = 0، یصبح الحل المناظر $(\omega)^m P_\ell^m(\omega)$ عبارة عن کثیرة حدود بقوی فردیة. أما إذا کان k عدد زوجی، وکان 0 = 0، فإن $(\omega)^m P_\ell^m(\omega)$ تکون عبارة عن کثیرة حدود بقوی زوجیة. عدیدة الحدود $(\omega)^m P_\ell^m(\omega)$ معروفة باسم عدیدة حدود لاجندر المصاحبة⁽²⁾. باستخدام دوال الحالة المناسبة هذه تتحقق شروط الحدود، وتُعَین القیم المناسبة β من المعادلة $(7-2\pi)$. عندنذ نکتب القیم المناسبة للمؤثر $2 \hat{J}$ علی النحو $\hbar^2 \beta = \hbar^2 \ell (\ell + 1)$, $\ell = 0,1,2,...$ (الحالات ..., S,P,D,F,G,...) الدمون اليها بالرموز ..., S,P,D,F,G,... الترتیب.)

 $\ell_{x} = \hbar m$, $m = 0, \pm 1, \pm 2, ..., \pm \ell$ ($\gamma - \gamma$)

(1) power series (2) associated Legendre polynomial

وهذا يعنى أن عدد القيم المتاحة يساوى (1+2ℓ).

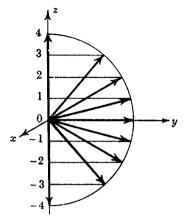
٤-٦ الدوال المناسبة والرسم الاتجاهى

مانوده الآن مقارنة كمية الحركة الزاوية الكمية بنظير ها الكلاسيكى. عند قياس كمية الحركة الزاوية نجد أن القيم المناسبة الكمية تساوى عند قياس كمية الحركة الزاوية نجد أن القيم المناسبة الكمية تساوى وزاوية كلاسيكية مساوية ℓ .

من الوجهة الكلاسيكية، ممكن لمتجه كمية الحركة الزاوية أن يأخذ أى من الوجهة الكلاسيكية، ممكن لمتجه كمية الحركة الزاوية أن يأخذ أى اتجاه يحدد بالزاويتين ϑ ، φ . أيضا، لاتعتمد المركبة -z لكمية الحركة الزاوية الكلاسيكية على الزاوية φ ، ولكن تعتمد على ϑ فقط. كما أن قيمة المركبة-z تأخذ نهاية عظمى عندما يكون $0 = \vartheta$ ، وتساوى حينئذ ϑ ، وتكون فى نهايتها الصغرى المساوية ϑ - عندما يكون $\pi = \vartheta$. فضلا عن ذلك فإن المركبة-z ممكن أن تأخذ أى قيمة بين النهايتين العظمى والصغرى لها، وتعتمد هذه القيمة على الزاوية ϑ .

من الناحية الكمية، تتشابه كمية الحركة الزاوية وصفيا مع نظيرتها من الناحية الكمية، تتشابه كمية المركبة z- لكمية الحركة الزاوية الكمية الكلاسيكية، إلا أن القيم المتاحة للمركبة z- لكمية الحركة الزاوية الكمية تأخذ فقط القيم المناظرة للأعداد الصحيحة الواقعة بين النهايتين العظمى والصغرى 1±.

يمكن تمثيل كمية الحركة الزاوية اتجاهيا، كما بشكل ٦–٣، حيث نرى بالشكل أن القيم المتاحة للكمية l_z تحدد بالاتجاهات المتاحة لمتجه كمية الحركة الزاوية. يجب التعامل بحذر مع هذا التمثيل الاتجاهى، نظرا لأن الحالات التى قيمة كمية حركتها الزاوية محددة يصاحبها عدم تحديد فى قياس الاتجاة نتيجة لتتام هذان المتغيران (وهما قيمة كمية الحركة الزاوية واتجاهها).



شكل ٦-٣ التمثيل الاتجاهى لكمية الحركة الزاوية. من الوجهة الكلاسيكية ممكن أن يأخذ متجه كمية الحركة الزاوية أى توجيه. أما من الناحية الكمية يقيد التوجيه بالقيم التى تجعل المركبة-z مساوية لعدد صحيح مضروبا فى ħ.

إذا كان النظام الفيزيائى عبارة عن جسيم يتحرك حول صفر الإحداثيات تحت تأثير طاقة وضع مركزية فإن مربع القيمة المطلقة⁽¹⁾ لدوال الحالة المناسبة لكمية الحركة الزاوية تُعْطِى التوزيع الاحتمالى لاتجاه الجسيم. من الممكن كتابة الدوال المناسبة لأى كمية حركة زاوية فى صورة الدوال من الممكن كتابة الدوال المناسبة لأى كمية حركة زاوية ما مساوية الحالة المناسبة ليكون الاحتمال الكلى لتواجد الجسيم فى اتجاه ما مساويا للواحد المناسبة ليكون الحتمال الكلى تواجد المتواجد المحميم فى المواجد المناسبة ليكون الحمي التوافقات الكروية تأخذ الشكل

⁽¹⁾ square modulus (2) spherical harmonics

$$Y_{\ell}^{m}(\vartheta,\varphi) = \left[\frac{m+m}{4\pi} \left[\frac{2\ell+1}{4\pi} \cdot \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} P_{\ell}^{m}(\cos\vartheta) e^{im\varphi} \quad (m - 7)$$

$$E_{\ell}^{m}(\vartheta,\varphi) = \left[\frac{m+m}{4\pi} \cdot \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} P_{\ell}^{m}(\cos\vartheta) e^{im\varphi} \quad (m - 7)$$

$$E_{\ell}^{m}(\vartheta,\varphi) = \left[\frac{m+m}{4\pi} \cdot \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} P_{\ell}^{m}(\cos\vartheta) e^{im\varphi} \quad (m - 7)$$

$$E_{\ell}^{m}(\vartheta,\varphi) = \left[\frac{m+m}{4\pi} \cdot \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} P_{\ell}^{m}(\cos\vartheta) e^{im\varphi} \quad (m - 7)$$

$$E_{\ell}^{m}(\vartheta,\varphi) = \left[\frac{m+m}{4\pi} \cdot \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} P_{\ell}^{m}(\cos\vartheta) e^{im\varphi} \quad (m - 7)$$

$$E_{\ell}^{m}(\vartheta,\varphi) = \left[\frac{m+m}{4\pi} \cdot \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} P_{\ell}^{m}(\cos\vartheta) e^{im\varphi} \quad (m - 7)$$

$$E_{\ell}^{m}(\vartheta,\varphi) = \left[\frac{m+m}{4\pi} \cdot \frac{(\ell-|m|)!}{(\ell+|m|)!} \right]^{1/2} P_{\ell}^{m}(\cos\vartheta) e^{im\varphi} \quad (m - 7)$$

•P,S-	للموجتين	الزاوية	الحركة	لكمية	المناسبة	الحالات	جدول ۲-۱
-------	----------	---------	--------	-------	----------	---------	----------

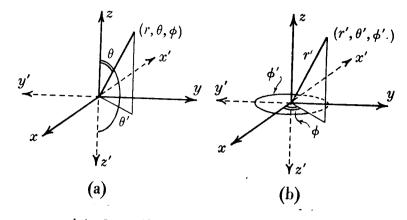
	m=1	m=0	m= -1
l			
0		$Y_0^0 = \left(\frac{1}{4\pi}\right)^{1/2}$	
1	$Y_1^{+1} = \left(\frac{3}{4\pi}\right)^{1/2} \sin\vartheta \frac{e^{i\varphi}}{\sqrt{2}}$	$Y_1^0 = \left(\frac{1}{4\pi}\right)^{1/2} \cos^2 \theta$	$Y_1^{-1} = \left(\frac{3}{4\pi}\right)^{1/2} \sin \vartheta \frac{e^{-\iota\varphi}}{\sqrt{2}}$

من الملاحظ أن V_0^0 تساوى قيمة ثابتة، وهي في الحقيقة دالــة حالـة مناسبة للمؤثرين V_0^0 أيضا، وتلك هي الحالة الخاصة المذكورة بالبند ٦-٣. عندما 0 = m نحصل على العلاقات عندما 0 = m نحصل على العلاقات مندما 0 = m نحصل على العلاقات $P_\ell(\omega)P_\ell(\omega)d\omega = \frac{2}{2\ell+1}\partial_{\mu}$, $(m-1)^+$ $P_\ell(-1)$, $P_\ell(-1) = (-1)^+$ $P_\ell(1) = 1$, $P_\ell(-1) = (-1)^+$ $P_\ell(1) = 1$, $P_\ell(-1) = (-1)^+$ $P_\ell(1) = 1$, $P_\ell(-1) = (-1)^+$ $P_\ell(1) = (-1)$ $P_\ell(1) = (-1)^+$ $P_\ell(1) = (-1)^+$ $P_\ell(1) = (-1)^+$ واضح من الجدول ٦-١ أننا نحصل على القيمة الأكثر احتمالا للزاوية \mathfrak{G} (أى التى عندها قيمة الاحتمال السابق أكبر مايمكن) للحالتين 1=٤ , 1± = m بوضع $\mathfrak{T}/2 = \mathfrak{G}$. على ذلك يميل مسار الجسيم ليقع فى المستوى y-x، وبالتالى يصبح التوجيه الأكثر احتمالا لمتجه كمية الحركة الزاوية إلى وبالتالى يصبح التوجيه الأكثر احتمالا لمتجه كمية الحركة الزاوية إلى أعلى أو أسفل المحور-z. أما للحالة 1=٤ , $\mathfrak{G} = \mathfrak{m}$ نجد أن القيم المستحبة للزاوية \mathfrak{G} تكون عند $\mathfrak{G} = \mathfrak{G}$ ، $\mathfrak{n} = \mathfrak{G}$. هذا يعنى أن مسار الجسيم يميل الوقوع عموديا على المستوى y-x ، والاتجاه الأكثر احتمالا لمتجه كمية الحركة الزاوية يصبح عندها فى المستوى y-x ، فى هذا الوضع يتلاشى أى اعتماد فيزيائى على الزاوية \mathfrak{g} . ومن هنا ندرك المعنى الذى يجب أن نفهم به مغزى التمثيل الاتجاهى الشبه كلاسيكى (شكل ٢-٣) فى محيط الصياغة الميكانيكية الكمية للمسألة.

عند الحد الكلاسيكى تصبح المقادير m, ℓ كبيرة جدا، ويصبح الفرق بين الكميتين l ، ¹[(ℓ+1)] صغير ا جدا لدرجة إهماله. وكذلك يكون أيضا الفرق بين الأطياف المستمرة والمتقطعة المتاحة لقيم m، ومن ثم ننتقل بسلاسة إلى التصورات الكلاسيكية المعتادة.

٦-٥ الندية

فى در استنا للحالات المقيدة لنظام يتحرك فى بعد واحد تحت تأثير طاقة وضع متماثلة (الباب الرابع) كان من الملائم إدخال فكرة الندية. أما فى وقتنا الحالى من الأنسب تعميم هذه الفكرة لتشمل الأبعاد الثلاثة واستخدام الإحداثيات القطبية الكروية.



شكل ٦–٤ الإحداثيات القطبية الكروية للنقطة (r, ϑ, φ) فى محاور إحداثيات منعكسة. 'φ', භ', معرفة بالطريقة العادية ولكن بالنسبة إلى الإحداثيات 'x',y',z .

نفرض أن موضع الجسيم يعين بالنسبة إلى المتغيرات القطبية العادية r', ϑ', φ وتعريف (r, ϑ, φ) وتعريف (r, ϑ, φ) بالإحداثيات (r, ϑ, φ) وتعريف (r, ϑ, φ) والمريقة العادية ولكن منسوبة إلى الإحداثيات x', y', z' (استعن بالشكل r-3) نجد

$$r' = r$$

$$\vartheta' = \pi - \vartheta$$

$$\varphi' = \pi + \varphi$$

(57-7)

وعليه إذا كان الجسيم في الحالة الزاوية $Y_{\ell}^{m}(\vartheta, \varphi)$ ،فإسنادا للمحاور المنعكسة يكون في الحالة $Y_{\ell}^{m}(\vartheta', \varphi') = const. P_{\ell}^{m}(cos\vartheta')e^{'m\varphi'}$

$$= const. P_{\ell}^{m} [cos(\pi - \vartheta)] e^{im(\pi + \varphi)}$$

= const. $P_{\ell}^{m} (-cos\vartheta) e^{im\varphi} (-1)^{|m|}$
= const. $(-1)^{\ell - |m|} P_{\ell}^{m} (cos\vartheta) e^{im\varphi} (-1)^{|m|}$
($\xi \ \mathfrak{r} - \mathfrak{r}$)

للوصول لهذه المعادلة استخدمنا المعادلة (٦-٤٢)، وللوصول إلى المتساوية الأخيرة أخذنا في لاعتبار الملاحظات التي تلي المعادلة (٢-٣٥). (٣-٣٥). بإعادة تجميع المعادلة (٦-٤٢) نصل إلى النتيجة التالية: $Y_{\ell}^{m}(\vartheta, \phi') = (Y_{\ell}^{m}(\vartheta, \phi))$ نظر الأن (باستخدام المعادلة (٦-٤٢)) اعتماد أي دالة حالة على ٢ لايتغير بالانعكاس، فإن ندية أي حالة كمية حركتها الزاوية محددة ٤.

 ℓ^2 ملخص القيم المناسبة لمربع كمية الحركة الزاوية ℓ^2 تساوى $\hbar^2 \ell(\ell+1)$, $\ell = 0,1,2,...$ و المركبة ، ℓ_z ، z-i

$$m\hbar$$
, $m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots, \pm \ell$

مسائل ۲ ۱–۲ استخدم التمثيلات (۲–۲) لتحقيق معادلة المؤثر (هذه المسألة يترتب عليها نتائج مهمة، وعلى وجه الخصوص بالنسبة إلى المغزلية، البند ۸–۳.) I نظام متماسك يدور بحرية حول المحور -z بعزم قصور مقداره I. بالتعبير عن طاقة النظام بدلالية كمية الحركة الزاوية $\hat{\ell}_z$ وضح أن مستويات الطاقة الممكنة للنظام والدوال المناسبة تعطى بالمعادلتين الآتيتين: $E_m = \frac{\hbar^2 m^2}{2I}$, m = 0,1,2,...

$$n^{w}(\phi) = G_{\pi i \, w \phi}$$

حيث φ هى الزاوية التى تعين توجيه النظام فى المستوى x-v. -7 نحصل على طاقة الدوران لجزيىء ثنائى الذرة بالنظر إلى الجزيىء على اعتبار أنه نظام متماسك مكون من جسيمين نقطيين يفصلهما مسافة ثابتة، ويدور النظام بحرية حول محور الجذب. بالتعبير عن الطاقة الكلية بدلالة عزم القصور I وكمية الحركة الزاوية وضح أن مستويات الطاقة الدورانية تعطى بالعلاقة

$$E_{\ell} = \frac{\hbar^2 m^2}{2 I} \ell (\ell + 1) \quad , \quad \ell = 0, 1, 2, \dots$$

وكذلك وضح أن المستوى المحدد بقيمة f يصاحبه عدد (1+2) من الحالات المناسبة المختلفة المناظرة للقيم الممكنة للمركبة-z لكمية الحركة الزاوية $\ell_z = m \hbar$, $m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots, \pm \ell$ $\ell_z = m \hbar$, $m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots, \pm \ell$ $\ell_z = 1$ إذا كان نظام المسألة 7-7 واقع فى الحالة $\Psi(\vartheta, \varphi) = \frac{1}{\sqrt{3}} Y_1^{\vartheta}(\vartheta, \varphi) + (\frac{2}{3} Y_1^{1}(\vartheta, \varphi))$ $\psi(\vartheta, \varphi) = \frac{1}{\sqrt{3}} Y_1^{\vartheta}(\vartheta, \varphi) + (\frac{2}{3} Y_1^{1}(\vartheta, \varphi))$ وضح أن طاقة هذه الحالة تساوى E₁، إلا أن (بعد أخذ المجموع على كل القيم الممكنة للزاوية φ) التوزيع الاحتمالى للتوجية ϑ يكون هو نفسه لجسيم فى الحالة الأرضية

$$u_{0,0}(\vartheta,\varphi) = Y_0^0(\vartheta,\varphi)$$

(لاحظ أن احتمال تو اجد نظام موجه بز اوية مجسمة (ϑ, φ) ليساو $\Omega(\vartheta, \varphi)$ (لاحظ أن احتمال تو اجد نظام موجه بز اوية مجسمة ($\psi(\vartheta, \varphi)|^2 d\Omega(\vartheta, \varphi) = |\psi(\vartheta, \varphi)|^2 \sin \vartheta d\vartheta d\varphi$

من شكل المؤثر $\hat{\ell}^2$ ، المعادلة (٦–٨)، نستطيع إعادة صياغة المعادلة السابقة لتبدو في الصورة

(1) central potential

$$\begin{bmatrix} -\frac{\hbar^2}{2m_e} \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{\hat{\ell}^2(\vartheta, \varphi)}{2m_e r^2} + V(r) \end{bmatrix} u_{E_n}(r, \vartheta, \varphi) \qquad (\xi - Y)$$
$$= E_n u_{E_n}(r, \vartheta, \varphi)$$

بهذا الشكل المبسط يمكن التأكد بسهولة من صحة العلاقة $[\hat{H}, \hat{\ell}^2] = 0$ (۷–۰) وكذلك صحة العلاقة، استخدم المعادلة (۲–٤)، $[\hat{H}, \hat{\ell}_z] = 0$

هذا يعنى إمكانية أن نعرف، فى آن واحد، كلا من الطاقة وكمية الحركه الزاوية ومركبتها فى اتجاه المحور-z لجسيم يتحرك تحت تأثير طاقة وضع مركزية. بالإشارة إلى كمية الحركة الزاوية ومركبتها مى اتجاء المحور-z بالرمزين m,ℓ ، على الترتيب، كما كان الحال فى الباب السادس، حيننذ يمكن الإشارة إلى دالة الحالة المناسبة المناظرة بالرمز $m_{\ell m}$. ونظرا لأن اعتماد المؤثر \hat{H} على ϕ ، ϑ يظهر فقط فى الحد المحتوى على 2 فيمكن إذا كتابة

$$\begin{split} \mathrm{U}_{n,\ell}(\mathbf{r}) &= \frac{\chi_{n,\ell}(\mathbf{r})}{\mathbf{r}} & (\Lambda-\mathbf{r}) \text{ i.e.} \\ & \text{ i.e.} \left(\Lambda-\mathbf{r} \right) \text{ i.e.} \\ & \text{ i.e.} \left(\Lambda-\mathbf{r} \right) \text{ i.e.} \\ & \left(n, -\mathbf{r} \right) \\ & \text{ i.e.} \\ & \left(n, -\mathbf{r} \right) \\ & \text{ i.e.} \\ & \frac{-\frac{\hbar^2}{2m_e} - \frac{2^2}{\sigma r^2} - \frac{p_r^2}{2m_e} - \frac{2^2}{r_e} - \frac{2^2}{n_e} - \frac{2^2}{n_$$

,

٧-٧ ذرة الهيدروجين

لدراسة مستويات الطاقة فى ذرة الهيدروجين نستخدم معادلة القدر المناسب فى صورتها المعطاة بالمعادلة (٧-٨)، مع التعويض عن (٧(r) بطاقة الوضع الكولومية

V(r) = -
$$\frac{Ze_M^2}{r}$$
 (۱۰-۷)
• $e_M^2 = e^2/4\pi\epsilon$ النواة Ze، هي شحنة النواة Ze، محيث عامي رومنه

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m_e}\frac{1}{r^2}\frac{\partial}{\partial r}\left(r^2\frac{\partial}{\partial r}\right) - \frac{Ze_M^2}{r} + \frac{\ell(\ell+1)\hbar^2}{2m_e r^2}\right]u_{n,\ell}(r) = E_n u_{n,\ell}(r)$$
(17-Y)

طريقة حل هذه المعادلة معقدة بعض الشيىء، إلا أن النتيجة التى تتمخض عنها لها أهمية قصوى. ولذلك سوف نلتقط فقط الخطوات الرئيسية للحل. طريقة الحل هذه تشبه عملية إيجاد القيم المناسبة للمؤثر $\hat{\ell}^2$ ، بالباب السادس.

نظرا لأن اهتمامنا ينصب على الحالات المقيدة بذرة الهيدروجين، فإننا نضع

$$E^{v} = -|E^{v}|$$

هذه المعادلة غير محدودة عند النقطتين
$$0 = q$$
، $\infty = q$. يجب حل هذه المعادلة للحصول على قيم مناسبة $_{n}$ $_{n}$ منتمية إلى دو ال حالة محدودة فى كل الفراغ، وعلى وجه الخصوص عند $0 = q$ ، $\infty = q$.
كل الفراغ، وعلى وجه الخصوص عند $0 = q$ ، $\infty = q$.
المحتوية على q ، $^{2} q$ فى مقام المعادلة (٧-٦٨) نظر الصغر ها بالنسبة الحدود الأخرى، وبالتالى تؤول المعادلة إلى $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $0 = (q)u(p)$
 $(q - 1)$ $0 = (q)u(p)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$ $(q - 1)$
 $(q - 1)$ $($

وعليه فإما أن يكون $(Y \xi - Y)$ $S = \ell$ أو بكون (Yo-Y) $s = -(\ell + 1)$ أى أننا هنا أيضا حصلنا عند نقطة الأصل على حلين مستقلين. الحل المناظر للمعادلة (٧-٢٤) هو المطلوب فقط، أما الحل الآخر فلابحقق شرط الحدود. حلول المعادلة (٧-١٨) موضحة بشكل ٧-١، وهي مماثلة تماما للحلول المناظرة للقيم المناسبة للمؤثر $\hat{\ell}^2$ التي قدمناها بالباب السابق. على وجه العموم، الحل المناظر للوضع s=e يتصل بسلاسة مع التراكب الخطى للحلين En (ومنه قيم En (ومنه قيم En) هي تلك القيم λ التي تختفي عندها أي مركبة للدالة الأسبة التز ابدية e+ρ/2 من الحل. s = -(l+1) $e^{\rho/2}$ $e^{ho/2}$ s = lشكل ٧-١ رسم تخطيطي لحلول المعادلة (٧-١٨) موضحين الحلول المحدودة والغير محدودة عند النقطتين 0 = 0, $\infty = 0$.

لإيجاد تلك القيم، E_n، نعتبر المعادلة (۲−۷) عندما يكون s = ℓ

$$\begin{split} \left[\begin{split} \left[P \frac{d^2}{d\rho^2} + \left\{ 2(\ell+1) - \rho \right\} \frac{d}{d\rho} + \left\{ (\lambda_n - \ell - 1) \right\} \right] L(\rho) = 0 \quad (Y - Y) \\ \text{HIracy with a solution of the solution$$

إذا

عن

;

٧-٣ الأعداد الكمية(1)

تُعَين مستويات الطاقة بكاملها في ذرة الهيدروجين بواسطة عـدد كمـي واحد، وهو العدد الكمي الرئيسي⁽²⁾

 $n = 1, 2, 3, \dots$

كما هو الحال فى الميكانيكا الكلاسيكية، لكل طاقة محددة بقيمة n يوجد مدى من القيم المتاحة لكمية الحركة الزاوية. كلاسيكيا تتغير كمية الحركة الزاوية فى هذا المدى تغير ا مستمر ا، ابتداء من الصفر (للمدار البيضاوى الغير مركزى تماما الذى يمكن اختصاره إلى اهتزازة خطية) حتى القيمة التى تناظر مسار دائرى نصف قطره محدد بقيمة الطاقة. فى ميكانيكا الكم يبقى المدى كما هو، ولكن يتاح فقط قيم متقطعة معينة لكمية الحركة الزاوية. هذه القيم تحدد بالعدد الكمى المدارى⁽³⁾ ع، حيث من

المعادلة (٧-٣٢) نجد أن المعادلة (٧-٣٢) نجد أن

 $\ell = 0, 1, 2, \dots, n - 1$

لكل قيمة ٤ يتواجد فئة من القيم المتقطعة للمركبة z لكمية الحركة الزاوية، وهذه المركبة هى التى تحدد توجيه متجه كمية الحركة الزاوية بالطريقة المبينة بالباب السابق. هذا التوجيه يعين من العدد الكمى المغناطيسى⁽⁴⁾

m = 0,±1,±2,...,±*l* وهذا يعنى أن عدد هذه المركبات يساوى (2ℓ+1)، كما أن قيمــة كـل مركبـة تساوى

⁽¹⁾ quantum numbers (2) principal quantum number

⁽³⁾ orbital quantum number (4) magnetic quantum number

$\ell_z = \hbar m$

وقد أطلق على m اسم العدد الكمى المغناطيسى، نظر النتيجة تأثير القيم المختلفة للعدد m عند تطبيق مجال مغناطيسى خارجى، حيث نرى انقسام للحزمة الذرية التى كمية حركتها الزاوية محددة بالعدد l إلى عدد (l+2) من الحزم. سنتعرض لدر اسة هذه الظاهرة فى البند $\Lambda-1$ ، بالباب الثامن. الأعداد الكمية الثلاث n,ℓ,m تعين دالة حالة مناسبة وحيدة. نظر ا

الإعداد الحمية اللكرك n, r, n حين لوجود عدد معين من دوال الحالة المناسبة المستقلة لكل مستوى طاقة معين فإننا نطلق على هذه المستويات بأنها متفسخة⁽¹⁾. أى أن كل مستوى طاقة يتركب من عدد معين من المستويات. درجة التفسخ هى عدد الحالات يتركب من عدد معين من المستوىات. درجة التفسخ هى عدد الحالات المناسبة المنتمية إلى هذا المستوى. فمثلا، لمستوى n درجة التفسخ تساوى $D_n = \sum_{n=1}^{n-1} (2\ell+1) = n^2$

العلاقات المميزة للأعداد الكمية n, \ell, n بالإشتراك مع فكرة اللف الذاتى⁽²⁾ (المغزلية) تُكون الأساس الفيزيائى لوصف الجدول الدورى للعناصر، الذى سيأتى ذكره فى البند ٨-٥٠.

+ + الدوال المناسبة
 تكتب دوال الحالة المناسبة المسواة والمحددة بقيم n, \ell, m، كما يلى:
 تكتب دوال الحالة المناسبة المسواة والمحددة بقيم n, \ell, m، كما يلى:
 $u_{n,\ell,m}(r, \vartheta, \varphi) = N_{n\ell} u_{n\ell}(r) Y_{\ell}^{m}(\vartheta, \varphi) \qquad (2 - \gamma)$ حيث $N_{n\ell} = N_{n\ell} u_{n\ell}(r)$ تبدو الدالة $n_{\ell}(r)$ بد لالة ho في الصورة

⁽¹⁾ degenerate (2) intrinsic spin

 $u_{n,\ell}(r) = e^{-\rho/2} \rho^{\ell} L_{n\ell}(\rho) \qquad (\Upsilon \circ - \Upsilon)$

عديدات الحدود L معروفة باسم دوال لاجندر المصاحبة، وعادة ماتكتب في الشكل

$$L_{n+\ell}^{2\ell+1}(\rho)$$

في المعادلة (٣٥–٣٥) يأتي معظم الاعتماد المحوري من المعامل الأسي.
بالتعويض من المعادلة (٣٧–٣٦) في المعادلة (٣٧–٢٧) نجد
 $\alpha_n = \frac{2Z}{a_n n}$, $\rho = \alpha_n r$

وعليه تؤول الدالة المحورية إلى الشكل التقريب (بإهمال المعامل o في (a)

$$u_n(r) \approx e^{-\rho/2} = \exp\left[-\frac{Zr}{an}\right]$$
 (ry-y)

فى الحالة الأرضية بذرة الهيدروجين (n=1;Z=1) تُعْطِى المعادلة السابقة الدالة الأسية التناقصية، e^{-r/a} التى يعزو إليها انحصار الجسيم، بالتقريب، فى المنطقة المتاحة كلاسيكيا، r < a (انظر شكل ٣-1). بذلك يحدث تخلل معتبر لحاجز الجهد بواسطة ذيل التوزيع الأسى⁽¹⁾. بزيادة إثارة الجسيم يزداد معها قيمة n ويشيع تواجد الجسيم فى مدى أكبر على طول المسافة r. هذا يتفق مع اتساع مدى طاقة الوضع ومن ثم اتساع المنطقة المتاحة كلاسيكيا مع زيادة الطاقة.

بزيادة Z تُقيد حركة الجسيم فى مدى أصغر، كما يجب أن نتوقع. نظرا لأن a تتناسب عكسيا مع m_e (كتلة الجسيم المقيد) فإن الجسيم الأكبر تقلا تُقيد حركته فى مدى أصغر لذلك عند استبدال الإلكترون بميزون- μ⁽²⁾

⁽¹⁾ tail of the exponential distribution (2) μ -meson

(انظر الجدول ١١–١) فإن مقياس النظام ككل يقل بقدر النسبة بيـن كتلـة الإلكترون والميزون- μ. هذه النسبة تساوى حوالى 200 من الأمثلة البسيطة على دوال الحالة المسواة الدالتان

$$u_{100} = \frac{1}{\pi^{1/2}} \left(\frac{z}{a}\right) \exp\left[-\frac{zr}{a}\right] \qquad (\Upsilon \wedge - \Upsilon)$$

$$u_{200} = \frac{1}{\pi^{1/2}} \left(\frac{Z}{2a}\right)^{r} \left(1 - \frac{Zr}{2a}\right) \exp\left[-\frac{Zr}{2a}\right] \qquad (\Upsilon 9 - \Upsilon)$$

لهاتين الدالتين يتغير احتمال تواجد الجسيم عند نقطة الأصل بمقدار a⁻³ أو بمقدار a) m_e (a تتناسب عكسيا مع m_e) ، حيث m_e هى كتلة الجسيم المقيد.

۷-٥ حركة مركز الكتلة⁽¹⁾

حتى الآن تم التعامل مع النواة كجسيم ثابت فى مكانه ويتحرك حوله الإلكترون. فى حقيقة الأمر يوجد تفاعل متبادل بين النواة والإلكترون، ونتيجة لهذا التفاعل يتحرك النظام ككل بحرية. كلاسيكيا، يمكن اختصار حركة تلك النظام إلى الحركة الحرة للكتلة الكلية

كلاسيكيا، يمكن احتصار حركة للك اللظام إلى العرك العرب عصر المكافئة النظام، الممركزة عند مركز الكتلة، بالإضافة إلى الحركة النسبية⁽²⁾ المكافئة لحركة جسيم بكتلة مختصرة⁽³⁾ تحت تأثير طاقة وضع ثابتة. سوف نوضح الآن أن هذا التصور يسرى أيضا على الأنظمة الكمية. الآن أن هذا التصور يسرى أيضا على الأنظمة الكمية. نعتبر جسيمين إحداثيات كل منهما (₁,y₁,z₁)، (₂,y₂,z₂)، وكتلتيهما ^{(m}₂,m₁) على الترتيب. نفرض أن الجسيمين يتحركان تحت تأثير طاقة وضع تعتمد فقط على المسافة بينهما. يكتب الهاميلتونى لهذا النظام فى الصورة

⁽¹⁾ centre of mass motion (2) relative motion (3) reduced mass

$$\begin{split} \hat{H} &= -\frac{\hbar^2}{2m_1} \nabla_{(1)}^2 - \frac{\hbar^2}{2m_2} \nabla_{(2)}^2 + V(x_1 - x_2) \qquad (\pounds \cdot - \vee) \\ &= (\text{Ibasklik Ilito, izado, auticular Hallek A, } \\ \hat{H}(x_1, x_2) U(x_1, x_2) = E''U(x_1, x_2) \qquad (\pounds \cdot - \vee) \\ &= (\pounds \cdot - \vee) \\ \hat{H}(x_1, x_2) U(x_1, x_2) = E''U(x_1, x_2) \qquad (\pounds \cdot - \vee) \\ &= (\pounds \cdot - \vee) \\ &=$$

)

ì

i ŝ

r Ì

į

÷

.

,

$$\begin{aligned} X,x & \text{ by } \text{ for } X,x & \text{ for } \text{ for$$

يجب أن يتغير الحدان الموجودان على يسار المعادلة مع تغير X أو x، على الترتيب. وعليه لابد أن يساوى كل حد منهما مقدارا ثابتا، أى أن المعادلة تتجزأ إلى

$$\frac{1}{w(X)} \left[-\frac{\hbar^2}{2M} \nabla_X^2 \right] w(X) = E'' - E = E' \qquad (\circ \Upsilon - \forall)$$

$$\frac{1}{u(x)} \left[-\frac{\hbar^2}{2\mu} \nabla_x^2 + V(x) \right] u(x) = E \qquad (\circ \xi - \forall)$$

مر علينا من قبل هاتين المعادلتين. فالمعادلة (٧-٥٣) هى ببساطة معادلة القدر المناسب للطاقة لجسيم كتلته M يتحرك بحرية. واضح هنا أن أطياف الطاقة تظهر بصورة متصلة، كما فى الوضع الكلاسيكى، وذلك حتى يتحرك مركز الكتلة بحرية حاملا أى مقدار من الطاقة. أما المعادلة (٧-٥٤) فهى معادلة القدر المناسب للطاقة الخاصة بالحركة النسبية. كما فى الوضع الكلاسيكى فهى تكافىء معادلة القدر المناسب لجسيم بكتلة مساوية للكتلة المختصرة μ ، ويتحرك تحت تأثير طاقة وضع ثابتة.

عند استبدال V بطاقة الوضع الكولومية فإن القيم المناسبة للطاقة، المعينة بالمعادلة (٧-٥٤)، تُعبر عن مستويات الطاقة الفعلية (نتيجة لأخذ حركة النواة في الاعتبار) في ذرة الهيدروجين. نحصل على حل هذه المعادلة ببساطة من المعادلة (v–٣٣) باستبدال me بالكمية $m_e \rightarrow \mu = \frac{m_e m_p}{m_e + m_p}$

حيث m_p هي كتلة البروتون. هذا التصحيح صغير لدرجة أنه يدخل في نطاق الأخطاء التجريبية (انظر البند ٨-٦).

عملية تحليل المسألة بتلك الصورة، أي إلى حركة مركز الكتلة وحركة نسبية، له أهمية مطلقة عند دراسة عمليات التصادم (الاستطارة) التي سيرد ذكرها في الباب العاشر. من التعريف (٧-٤٩) يظهر جليا أن الكتلة المختصرة μ تساوى إحدى كتلتى الجسيمين، وليكن مثلا تسـاوى m، في حالبة ماتكون كتلبة الجسيم الآخر m مساوية مالانهاية. وعلى وجه العموم فإن تقريبنا للمسألة على اعتبار أن أحد الجسيمين ثابت في مكانه يعد من التقريبات الجيدة مادامت كتلة أحد الجسيمين (الهدف) كبيرة جدا بالنسبة للجسيم الآخر (المقذوف).

٧-٦ ملاحظات عامة

يعد استنتاجنا للمعادلة (٧-٣٣)، للحصول على مستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين، خير برهان على صحة الصياغة التي قدمناها للتعامل مع ميكانيكا الأنظمة الكمية.

من الأهمية بمكان تكرار أن تصور بوهر غير متوافق تماما نظرا لأنه بني على أساس إدخال بعص القواعد المبهمة على النظرية الميكانيكية الكلاسيكية. هـذه القواعـد لاتتفـق علـى الإطـلاق مـع فحـوى الفيزيـاء الكلاسيكية. أما الآن فقد وضعنا صياغتنا على أساس فيزيائي ثابت الدعائم،

طبقا لنظرية متوافقة تماما، حتى يتسنى لنا دراسة الأنظمة الصغيرة التى يتولد فيها اضطراب معتبر من جراء عمليات القياس.

بإعادة استنتاج هذه الصياغة الكمية على هذا الأساس نكون فى وضع يسمح لنا بتطبيق ميكانيكا الكم بمنتهى الثقة فى أى مجال يستحيل فيه إهمال قيمة ثابت بلانك. هذه المجالات تشمل علم الأطياف الذرية، والكيمياء ككل من ناحية المبدأ، وأيضا التركيب التفصيلى للمواد الصلبة شاملين خواصها الكهربية والمغناطيسية، وحتى فى العمل الداخلى لأنوية الذرات كما سيأتى لاحقا.

مسائل
۷-۱ دالمة توزيع الاحتمال النسبى لقيمة كمية الحركة الخطية لذر
الهيدروجين فى حالتها الأرضية هى

$$P_{u_{100}}(p) = |\phi(p)|^2$$

حيث من المعادلتين (۳–۳۹)، (۷–۳۸)
حيث من المعادلتين (۳–۳۹)، (۷–۳۸)
و ضح أن
و ضح أن

ъ

$$\phi(p) \approx \frac{1}{\left[p^2 + \left(\hbar/a\right)^2\right]^2}$$

(لتقييم التكامل اعتبر المحور-z المناظر للمتجه r فى نفس اتجاه p. بذلك يكون التكامل على الزاويتين φ،۰ مماثل للتكامل الذى تم إجراؤه فى استنتاج المعادلة (١٠–٣١)، بالباب العاشر. يمكن إجراء التكامل على r المتبقى بالتجزيىء.)

الباب الثامن المغزلية والإحصاء⁽¹⁾

۸-۱ تأثیر زیمان⁽²⁾

نعتبر الحالة التى نضع فيها ذرة الهيدروجين بداخل مجال مغناطيسى ثابت وضعيف B. لدراسة التأثيرات الكمية لمثل هذا المجال يجب أن نضيف إلى مؤثر الطاقة (المسمى بالهاميلتونى) حدا يعبر عن طاقة التفاعل بين الذرة والمجال المغناطيسى. طبقا لمبدأ التناظر، ف(١)، (البند ٣-٣)، يعبر عن هذا الحد الجديد بنفس شكله الكلاسيكى.

للوصول إلى التعبير الذي يصف هذا الحد الجديد نفرض أن النواة ثابتة في مكانها ويدور حولها الإلكترون في مسار كلاسيكي دائري. يُنظر إلى حركة الإلكترون الدائرية حول النواة كمسار مغلق للتيار. المسار المغلق للتيار يكافيء نثائي قطب مغناطيسي⁽³⁾ عزمه المغناطيسي µ (µ متجه عمودي على المستوى المغلق).

طاقة التفاعل تساوى

 $V_{\rm B} = \mu \cdot B$ إذا كان نصف قطر المسار الدائرى هو r، وكمية حركة الإلكترون هـى q، فإن سرعة الإلكترون فى مداره تصبح مساوية $p/m_{\rm e}$ وحيث أن شدة التيار الكهربى تعين بقيمة الشحنة التى تمر فى الثانية الواحدة على نقطة ثابتة فى المسار، فإن شدة التيار تساوى

⁽¹⁾ spin and statistics (2) Zeeman effect (3) magnetic dipole

$$j = \frac{e(p/m_e)}{2\pi r} \tag{Y-A}$$

نحصل على العزم المغناطيسي الناتج عن الحركة الدائرية للشحنة من حاصل ضرب التيار في المساحة التي يرسمها المسار المغلق، أي أن

43

3

- $|\mu| = \pi r^2 j \qquad (\Upsilon \Lambda)$
- $=\frac{\operatorname{erp}}{2\,\mathrm{m_e}} \qquad (\xi \Lambda)$

ومنه

 $\mu = \frac{e}{2m_e} r \wedge p = \frac{e}{2m_e} \ell \qquad (\circ - \Lambda)$

حيث ٤ هي كمية الحركة الزاوية. المعادلة (٨-٥) نتيجة عامة ليست مقيدة على المسارات الدائرية فقط. عندئذ تؤول طاقة التفاعل إلى

 $V_{\rm B} = \frac{e}{2\,m_{\rm e}} \,\mathrm{B} \cdot \ell \qquad (7-\Lambda)$

باستبدال £ بالمؤثر الميكانيكى الكمى المنــاظر تصبح المعادلــة (٨–٦) هـى المعبرة عن طاقةُ التفاعل المطلوبة.

بأخذ المحور -z في نفس اتجاه المجال المغناطيسي B فإن الهاميلتوني يساوى

 $\hat{H}_{B} = \hat{H} + \frac{e}{2m_{e}}B\hat{\ell}_{z} \qquad (Y-\Lambda)$

حيث Ĥ هو الهاميلتونى للذرة الغير مضطربة المعطى بالمعادلة (٢-١٦). فى وجود مجال مغناطيسى خارجى B، تعين مستويات الطاقة فى الذرة باستخدام الهاميلتونى الجديد (٨-٢)

$$H_{B}u_{n}(\mathbf{r},\vartheta,\varphi) = E_{n}^{B}u_{n}(\mathbf{r},\vartheta,\varphi) \qquad (\wedge - \wedge)$$

من الملاحظ أن الحد الإضافى بالهاميلتونى \hat{H}_B يحتوى فقط على المؤثر $\hat{\ell}_z$ ، ونعلم من قبل أن دوال الحالات المناسبة للمؤثر \hat{H} هى أيضا دوال حالات مناسبة للمؤثر $\hat{\ell}_z$. هذا يعنى أن دوال الحالات المناسبة، un، للمؤثر \hat{H}_B هى أيضا دوال حالات مناسبة للمؤثر \hat{H} . أطلقنا على هذه الدوال الرمز unter unter بالبند ٧-٤. لهذا يكون

$$\hat{H}_{B}u_{n\ell m}(r,\vartheta,\varphi) = \left[\hat{H} + \frac{e}{2m_{e}}B\hat{\ell}_{z}\right]u_{n\ell m}(r,\vartheta,\varphi)$$

$$= \left(E_{n} + \frac{e}{2m_{e}}B\hbar m\right)u_{n\ell m}(r,\vartheta,\varphi) \qquad (9-\Lambda)$$

حيث E_n هى قيم مستويات الطاقة فى ذرة الهيدروجين الغير مضطربة، المعادلة (٣-٣٣).

المعادلة (۸–۹) تعنى أنه لأى قيم معطاة n,
$$\ell$$
 يوجد عدد 1+2 من الحالات
المختلفة. بطريقة أخرى نقول أن المستوى E_n قد انقسم الآن إلى عدد 1+2
من المستويات المنفصلة. فرق الطاقة بين أى مستويين متتاليين يساوى
من المستويات المنفصلة. ف $\Delta E = \frac{e\hbar B}{2m_e}$

لوحظ هذا التأثير عمليا عند تطبيق مجال مغناطيسي خارجي. ومن هنا ندرك سبب إطلاق اسم العدد الكمي المغناطيسي على m بالبند ٧-٣.

طبقا للمعادلة (٨-٩) لانتوقع حدوث انقسام لمستوى طاقة الحالة الأرضية فى ذرة الهيدروجين (n=1, l=0, m=0) . ومع ذلك فقد لوحظ عمليا انقسام هذا المستوى إلى اثنين من المستويات. إذا حاولنا تفسير هذا الانقسام بنفس الأسلوب السابق فلابد أن يكون الانقسام قد نشأ من كمية حركة زاوية ز، مثلا، تحقق العلاقة

$$2j+1=2$$

ومنه

 $j = 1/2 \tag{11-1}$

إلا أننا قد بينا بالباب السادس بوجه عام أن القيم المتاحة لكمية الحركة الزاوية المدارية تأخذ فقط أعدادا صحيحة، مما يناقض النتيجة السابقة. هذا يفرض علينا ضرورة إجراء بعض التعميم على صياغتنا الحالية. السبيل إلى ذلك هو إدخال نوع جديد من المؤثرات، ألا وهو المؤثرات المصفوفة⁽¹⁾.

- $\begin{aligned} \Lambda \Upsilon & \text{ It has the set of the set of$
 - الأعداد

$$\langle i|\hat{A}|j\rangle$$
, $i = 1, 2, ..., n$; $j = 1, 2, ..., n$
تسمى عناصر المصفوفة⁽²⁾.

⁽¹⁾ matrix operators (2) matrix elements

)

(1) diagonal matrix

 $|u_1\rangle = \begin{pmatrix} 1\\ 0 \end{pmatrix}$; $|u_2\rangle = \begin{pmatrix} 0\\ 1 \end{pmatrix}$ (1 ^- ^) حاصل ضرب أي مصفوف Â في عدد c يولد مصفوفا جديدا، كل عنصر فيه عبارة عن العنصر المناظر في المصفوف Â مضروبا في c، $\langle i | c \hat{A} | j \rangle = c \langle i | \hat{A} | j \rangle$ (19-A)حاصل ضرب مصفوفان Â ، B على النظم (nxn) عبارة عن مصفوف على النظم (nxn) أيضا $\hat{A}\hat{B} = \hat{C}$ $(1 \cdot - \lambda)$ حيث عناصر المصفوف C هي $\langle i | \hat{C} | j \rangle = \sum_{k=1}^{\infty} \langle i | \hat{A} | k \rangle \langle k | \hat{B} | j \rangle$ (1)-1) من خواص المصفوفات نرى، كما فى المؤثرات التفاضلية (انظر المعادلتين (٢-١٣)، (٢-١٤))، أنه بوجه عام يكون $[\hat{A},\hat{B}] = \hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A} \neq 0$ (17-1) يتميز مصفوف الوحدة I بأن كل عناصر ه تساوى الصفر ، ماعدا العناصر القطرية فكل منها يساوى الواحد الصحيح، $\hat{I} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}$ (17-1) مرة ثانية، من السهل التأكد، مستخدمين المعادلة (٨-١٢)، أنه لأى مصفوف Â يكون $\hat{A}\hat{I} = \hat{I}\hat{A} = \hat{A}$ $(Y \xi - \lambda)$ يعد هذا مثالا على معادلة المؤثر المصفوف، المشابهة للمعادلة (٢-١٧)، التي تطبق مباشرة على المؤثرات ولاتعتمد على شكل المتجه الذي تؤثر عليه.

لكل متجه حلام يوجد متجه مصاحب⁽¹⁾ إلاه ، الذي له المركبات (٨-٢) $*(\psi|i\rangle = \langle i|\psi\rangle$ حاصل الضرب القياسي لمتجهين هو (٨-٢٢) $\langle \psi|i\rangle\langle i|\phi\rangle \prod_{i=1}^{n} = \langle \psi|\phi\rangle$ يقال أن متجهين متعامدان⁽²⁾، إذا كان (٨-٢٢) $0 = \langle \psi|\phi\rangle$ ويقال أن المتجه مُسَوَّى عندما يكون (٢-٨٢) $1 = \sum_{i=1}^{n} \langle \psi|i\rangle \prod_{i=1}^{n} = \langle \psi|i\rangle \prod_{i=1}^{n} = \langle \psi|\psi\rangle$ واضح أن المؤثر ات المصفوفة تتمتع بكل الخواص العامة للمؤثر ات التفاضلية ، المذكورة بالباب الثاني، ويمكن استخدامها لوصف عمليات

الملاحظة بالطريقة المقدمة بالباب الثالث. على وجه الخصوص نستطيع تطبيق البند ٣-٢ بكامله، دون أدنى تغيير، ماعدا المعادلة (٣-١) التى نكتبها الآن على النحو

$$\overline{a}_{\psi} = \frac{\sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \langle \psi | i \rangle \langle i | \hat{A} | j \rangle \langle j | \psi \rangle}{\sum_{i=1}^{n} \langle \psi | i \rangle \langle i | \psi \rangle}$$
(Y9-A)
e sil use reason e limits (A-O).

٨-٣ المغزلية
من التعريفات الخاصة بمؤثرات كمية الحركة الزاوية، المعطاة بالبند

⁽¹⁾ adjoint vector (2) orthogonal

⁽¹⁾ Pauli spin matrices

$$|u_{+1/2}\rangle = \begin{pmatrix} 1\\ 0 \end{pmatrix}$$
, $|u_{-1/2}\rangle = \begin{pmatrix} 0\\ 1 \end{pmatrix}$ ($\forall \forall -\Lambda$)

وهما أيضا متجهان مناسبان للمؤثر $\hat{\ell}^2$. عند التأثير بهذا المؤثر على أى من هذين المتجهين نحصل على النتيجة

$$\hbar^2 \frac{1}{2} \left(\frac{1}{2} + 1 \right) \tag{(max-h)}$$

العلاقتان (٨-٣٦)، (٨-٣٨) هما على وجه التحديد العلاقتان (٢-٣٦)، (٣-٣٧) التى حددنا فيهما الأعداد الكمية لكمية الحركة الزاوية بالباب السادس. إلا أننا عند در استنا لكمية الحركة الزاوية المدارية قيدنا القيم المتاحة للأعداد الكمية m, على الأعداد الصحيحة فقط.

آخذين فى الاعتبار علاقات المبادلة ((-1)) كخاصية مُعَرِّفة لكميات الحركة الزاوية، والسماح بتمثيل المؤثرات بمصفوفات نلاحظ أننا لانستطيع تغطية إتاحة أن تأخذ الأعداد الكمية m, ℓ القيم

 $\ell = 1/2$; $m = \pm 1/2$ (3.4)

نظرا لأن أنصاف القيم الصحيحة لاتصاحب الحركة الزاوية المدارية فلابد أنها تصاحب حركة زاوية أخرى نطلق عليها اسم الحركة الزاوية الذاتية (المغزلية) للجسيمات نفسها. وعلى وجه الخصوص فإن الإلكترون يجب أن تكون مغزليته مساوية $\frac{1}{2}$ (عندما نقول أن مغزلية الإلكترون هى يجب أن تكون مغزليته مساوية $\frac{1}{2}$ (عندما نقول أن مغزلية الإلكترون هى مه فهذا يعنى أن كمية حركته الزاوية المغزلية تساوى $\frac{1}{2}(s(s+1))$ أى تساوى لإلكترون واحد $\frac{1}{2}(\frac{1}{2}+1)$

على ذلك فبالإضافة إلى المعامل (φ, ψ(r,θ) الذي نعين بواسطته التوزيع الاحتمالي للجسيم في الفراغ يجب على دالة حالة الإلكترون أن تحتوى أيضا على المعامل $|\psi\rangle = \begin{pmatrix} a \\ b \end{pmatrix}$ $(\xi, -\lambda)$ المعبر عـن حركـة الإلكـترون الذاتيـة. ومـن هنـا يصبـح احتمـالَىْ أن تـأخذ المركبة-z لكمية الحركة الزاوية الذاتية القيمتين h 2 = ± S مساويان (بتعميم المعادلة (٣٩-٣)) $P_{\psi}(+1/2) = \left|\sum_{i=1}^{2} \left\langle u_{+1/2} \right| i \right\rangle \langle i | \psi \rangle \right|^{2}$ (٤)-٨) $P_{\psi}(-1/2) = b^2$ $(\xi Y - \lambda)$ وشرط التسوية هو $\langle \psi | \psi \rangle = \sum_{i=1}^{2} \langle \psi | i \rangle \langle i | \psi \rangle = |a|^{2} + |b|^{2} = 1$ (27-1) هذا يؤكد أن مجموع الاحتمالين الممكنين للحركة المغزلية يساوى الواحد الصحيح، كما يجب أن يكون. عند هذه المرحلة من الأنسب تعديل بعض الرموز التبي أدخلناها من قبل، وذلك بغرض التبسيط. فبدلا من $|u_{\pm 1/2}|$ نكتب $|1/2 \pm |$ للإشارة إلى المتجهين المناسبين للمغزلية الذى ينتمى إليهما القيم المناسبة للمصفوف القطرى $\hat{\ell}_z$ (أو $\hat{\sigma}_z$ 1/2 $\hat{\sigma}_z$). لهذا فإن معادلة القدر المناسب تصبح كما یلے:

 $1/2 \hat{\sigma}_{z} |\pm 1/2\rangle = \pm 1/2 |\pm 1/2\rangle \qquad (\xi \xi - \Lambda)$

زيادة على ذلك فإننا نستخدم الرمزين
$$1/2 \pm t$$
 للإشارة إلى الصفوف أو
الأعمدة التى تظهر بها كقيم مناسبة، أى أن
 $\langle \psi | 2/1 + \rangle \equiv \langle \psi | 1 \rangle$
 $\langle - 62)$
 $\langle \psi | 2/1 - \rangle \equiv \langle \psi | 2 \rangle$
على ضوء الرموز سالفة الذكر نكتب المعادلة (٨-13) كالآتى:
على ضوء الرموز سالفة الذكر نكتب المعادلة (٨-11) كالآتى:
من منوء الرموز مالفة الذكر محما.
مذه الرموز متوافقة تماما مع الرموز القديمة. فعلى سبيل المثال
هذه الرموز متوافقة تماما مع الرموز القديمة. فعلى سبيل المثال

$$\begin{aligned} & (\Lambda - \sqrt{2}) \qquad 0 = \langle 2/1 - |2/1 + \rangle \\ & \text{تؤدى طبقا للرموز القديمة إلى تلاشى المركبة الأولى للمتجه $\langle u_{-\sqrt{2}} | u | 1 \rangle \\ & \text{تؤدى طبقا للرموز القديمة إلى تلاشى المركبة الأولى للمتجه $\langle u_{-\sqrt{2}} | u | 1 \rangle \\ & (\Lambda - \Lambda 2) \qquad 0 = \langle u_{-\sqrt{2}} | u | 1 \rangle \\ & \text{وتؤدى أيضا إلى أن حاصل الضرب القياسى للمتجهين $\langle u_{-\sqrt{2}} | u | v_{-\sqrt{2}} | u | v_{-\sqrt{2}} \rangle \\ & \text{يساوى صفر l} \\ & \text{يساوى صفر l} \\ & \text{وهاتان النتيجتان صحيحتان.} \end{aligned}$$$$$

والأن تكتب المركبة z لكمية الحركة الزاوية الكلية ("، لإلكترون في ذرة ما، على النحو

$$\hat{j}_{z} = \hat{\ell}_{z} + \frac{1}{2}\hbar\hat{\sigma}_{z} \qquad (\circ \cdot - \wedge)$$

⁽¹⁾ total angular momentum

حيث ${}_{z}^{2}$ ، ${}_{z}^{2}$ مما المساهمة من الحرك ن المدارية والمغزلية، على الترتيب. على أية حال فإن الوضع الجديد لايؤثر على حساب مستويات الطاقة فى ذرة الهيدروجين، وذلك لأن الهاميلتونى لايعتمد على المؤثرات الخاصة بالحركة المغزلية. ومع ذلك يوجد اثنان من دوال الحالة المناظرة للحالة الأرضية ${}_{e}$ ، ${}_{e}$

 $|u_{100}(r)| + 1/2\rangle$; $|u_{100}(r)| - 1/2\rangle$ (01-A)

تمدنا الحركة المغزلية بالأساس لفهم انقسام زيمان⁽¹⁾ للحالة الأرضية فى ذرة الهيدروجين. لتمام التوافق مع النتاج المعملية لابد من استبدال الهاميلتونى (٨-٢) بالهاميلتونى الجديد

$$\hat{H}_{\sigma} = \hat{H} + \frac{e}{2m_{e}}B(\hat{\ell}_{z} + \hbar\hat{\sigma}_{z}) \qquad (\circ \Upsilon - \Lambda)$$

دالتا الحالة المناسبتان (٨–٥١) هما أيضا دالتان مناسبتان للنظام الجديد (الهاميلتونى (٨–٥٢)) وذلك لأن متجهى المغزلية $\left< u_{\pm 1/2} \right>$ يعتبران متجهى حالة مناسبان للمؤثر $\hat{\sigma}_{z}$.

لهذا النظام الجديد تبدو مستويات الطاقة المناظرة في الصورة $E_1^{\sigma} = E_1 \pm \frac{e\hbar}{2m}B$ (٥٣-٨)

الحد الإضافى
$$rac{e\hbar}{2m_e}$$
 نشأ نتيجة للتأثير بالمؤثر $rac{e\hbar}{2m_e}$ $rac{e\hbar}{2m_e}$

(1) Zeeman splitting

على متجهى الحالة المغزاية المناسبين (1/2± ا. هذا يمدنا بالانقسام المطلوب للحالة الأرضية إلى اثنين من المستويات التى فرق الطاقة بينهما يساوى

$$\Delta E = \frac{e\hbar B}{m_e} \qquad (\circ \epsilon - \lambda)$$

متوافقا مع النتائج التجريبية.

من المهم ملاحظة أنه للحصول على توافق عددى مع القياسات التجريبية لم نقم باستبدال المؤثر $\hat{\ell}_{z}$ المتواجد فى المعادلة (٨-٢) بالمؤثر \hat{j}_{i} المعطى بالمعادلة (٨-٥٠). لايحتوى الحد المعبر عن المغزلية بالمعادلة (٨-٥٢) على المعامل 1⁄2، وهذا مايعرف بالشذوذ المغناطيسى المغزلية⁽¹⁾. نظرا كان الكمية (هذا مايعرف بالشذوذ المغناطيسى للمغزلية⁽¹⁾. نظرا لأن الكمية (هار/2me) (المسماة ماجنيتون بو هر⁽²⁾) تضرب فى المجال B للحصول على التغير الملحوظ فى الطاقة، فهذا يعنى أنها تشير إلى العزم المغناطيسى للإلكترون $\mu_{e} = \frac{e\hbar}{2m}$

٨-٤ الإحصاء ومبدأ الاستبعاد

عند در اسة ميكانيكية شيئين متماثلين⁽³⁾، كلاسيكيا، ككرتى بلياردو، يفترض دائما أنه يمكن الإشارة لهذين الشيئين، على سبيل المثال، بالطريقة التى يمكن بها التمييز بين الحالة الفيزيائية التى فيها " *الكرة الأولى هنا والثانية هناك*" والحالة التى فيها " *الكرة الثانية هنا والأولى هناك*". أما فى ميكانيكا الكم فيفترض أنه للجسيمات الكمية، كالإلكترونات، لايمكن إجراء هذا التمييز.

⁽¹⁾ magnetic anomaly of the spin (2) Bohr magneton (3) two identical objects

نظر العدم إمكانية التمييز بين الجسيمات فى عملية قياس الطاقة فلابد أن يكون الهاميلتونى متماثلا بالنسبة لعملية تبادل⁽¹⁾ أى جسيمين لموضعيهما. كذلك، بمعلومية دالة الحالة لانتين من الإلكترونات يمكن معرفة احتمال أن يكون،مثلا، إلكترون هنا وآخر هناك، إلا أننا لانستطيع معرفة لأى من هذين الإلكترونين هذا الاحتمال. بطريقة أخرى لايمكن معرفة أيهما كان هنا والآخر هناك. لهذا فإن الكثافة الاحتمالية لاتتغير أيضا عند تبادل انتين من الجسيمات لموضعيهما.

على فرض أن $x_1 = x_2$ هى الإحداثيات العامة لأحد الجسيمين (يجب أن تشمل هذه الإحداثيات عملية اللف الذاتى)، $x_2 = x_2$ هى الإحداثيات العامة للجسيم الآخر نرى أن، من المفاهيم السابقة، دالة الحالة تحقق العلاقة رمانه $\Psi(x_1, x_2) = \Psi(x_2, x_1) | = 2$

($\Lambda - \Psi(X_1, X_2) = \Psi(X_2, X_1)$ ($\Lambda - \Psi(X_1, X_2) = \Psi(X_2, X_1)$ اختيار الإشارة السالبة أو الموجبة يتوقف على نوع الجسيمات. للإلكترونات تكون الإشارة دائما سالبة. هذا يعنى أن دالة الحالة الواصفة لاثنين من الإلكترونات متماثلة ضديديا مع دالة الحالة الواصفة لهما بعد تبادل موضعيهما. وعندئذ يقال أن الإلكترونات تحقق إحصاء فيرمى-دير اك⁽²⁾. من الناحية الأخرى، دالة الحالة الواصفة لاثنين من الفوتونات تكون إشارتها دائما موجبة، أى أن الدالة متماثلة بالنسبة لعملية تبادل المواضع. ويقال حينئذ أن الفوتونات تحقق إحصاء بوز –أينشتين⁽³⁾.

⁽¹⁾ exchange (2) Fermi-Dirac statistics (3) Bose-Einstein statistics

نتعرف على نوع تماثل الحالات التى تصف أكثر من اثنين من الجسيمات بطرق معقدة بعض الشيىء، وقد وجد أن هذه الحالات تكون إما متماثلة أو متماثلة ضديديا عند تبادل أى جسيمين لموضعيهما.

نفرض أن دالة الحالة لنظام من الإلكترونات يمكن تكوينها من حاصل ضرب دوال الحالة التى تصف كل الكترون على حده، نظر التماثل الهاميلتونى فإن فئة دوال الحالة الممكنة

 $\psi_{\alpha}(\mathbf{x}),\psi_{\beta}(\mathbf{x}),...$

· .

يجب أن تتشابه لجميع الجسيمات. لاثنين فقط من الإلكترونات فإن دالة الحالة يجب أن تساوى

$$\Psi(x_1, x_2) = \left(\frac{1}{2}\right)^{1/2} \left[\psi_{\alpha}(x_1) \psi_{\beta}(x_2) - \psi_{\beta}(x_1) \psi_{\alpha}(x_2) \right] \quad (\circ \wedge - \wedge)$$

ولعدد n من الإلكترونات تظهر دالة الحالة على شكل محددة ا(.x) w ... (.x) ه اله (.x) الله

$$\Psi(x_{1}, x_{2}, ..., x_{n}) = \left(\frac{1}{n!}\right)^{1/2} \begin{pmatrix} \psi_{\alpha}(x_{1}) & \psi_{\beta}(x_{1}) & ... & \psi_{\gamma}(x_{1}) \\ \psi_{\alpha}(x_{2}) & \psi_{\beta}(x_{2}) & ... & \psi_{\gamma}(x_{2}) \\ \vdots \\ \vdots \\ \vdots \\ \psi_{\alpha}(x_{n}) & \psi_{\beta}(x_{n}) & ... & \psi_{\gamma}(x_{n}) \\ & & (0 - \Lambda) \end{pmatrix}$$

دالتا الحالة (٨–٥٥)، (٨–٥٩) لهما نفس التماثل الضديدى المطلوب. ذلك لأن تبادل أى زوج من الجسيمات لموضعيهما يكافىء تبادل صفين من المحددة، وهذا بدوره يؤدى إلى تغيير إشارتها.

من النتائج المهمة لما سبق ذكره عدم إمكانية تواجد إلكترونين بنفس الحالة، (Ψ_α≠Ψ_β)، وإن لم يكن هذا هو الحال تكون دالة الحالـة Ψ مساوية للصفر . هذا واضح فى المعادلة (٨-٥٨)، ومتحقق أيضا فى المحددة (٨-٥٩) نظر ا لأن تساوى حالتان يعنى تساوى عمودان مما يجعل قيمة المحددة مساوية للصفر . تُعرف القاعدة التى تتص على عدم وجود إلكترونين بنفس الحالة بمبدأ الاستبعاد لباولى.

للفوتونات أو لأى جسيمات أخرى نتبع إحصاء بوز --أينشتين (أى دوال حالاتها متماثلة) نحصل على نفس تراكب المعاملات تماما كما فى المعادلة (٨-٥٩)، إلا أن جميع الإشارات تكون موجبة. فى مثل هذه الأحوال يمكن لأى عدد من الجسيمات أن تتواجد بنفس الحالة.

كلاسيكيا، يمكن النظر إلى الحالات Ψ_{α} المختلفة على أنها هى المحددة للمسارت الممكنة للجسيمات. لهذا الحال نجد أن كل حد من التعبيرات السابقة يعبر عن وضع ممكن تمييزه كلاسيكيا. تعرف عملية حساب عدد الحالات المختلفة هذه لنظام معين باسم الإحصاء الكلاسيكى⁽¹⁾، أو إحصاء بولتزمان⁽²⁾.

الطرق المتعددة لحساب عدد الحالات التى يمكن تمييزها، فى الأنظمة عديدة الجسيمات، تتمخض عن نتائج لها أهمية كبيرة فى الميكانيكا الإحصائية. نستطيع توضيح ذلك باعتبار نظام بسيط مكون من جسيمين 2,1 فى الحالتين ψβ,ψα. الحالات التى يمكن تمييزها هى: أ - طبقا للإحصاء الكلاسيكى

⁽¹⁾ classical statistics (2) Boltzman statistics

$$\begin{split} & \psi_{\alpha}(1)\psi_{\alpha}(2) \\ & \psi_{\alpha}(1)\psi_{\beta}(2) \\ & \psi_{\beta}(1)\psi_{\alpha}(2) \\ & \psi_{\beta}(1)\psi_{\beta}(2) \\ & \psi_{\beta}(1)\psi_{\beta}(2) \\ & (\text{clis } e \text{ lecs}) \\ & (\text{clis } e \text{ lecs}) \\ & = - \frac{4\mu\bar{a}l}{4} \frac{\chi_{eouls}}{\chi_{eouls}} \frac{\chi_{\alpha}(2)}{\psi_{\alpha}(1)\psi_{\alpha}(2)} \\ & = - \frac{\psi_{\alpha}(1)\psi_{\alpha}(2)}{\psi_{\alpha}(1)\psi_{\alpha}(2)} \\ & \psi_{\beta}(1)\psi_{\beta}(2) + \psi_{\beta}(1)\psi_{\alpha}(2) \\ & \psi_{\beta}(1)\psi_{\beta}(2) \\ \end{split}$$

عند درجات الحرارة العالية تتساوى احتمالات تواجد كل الحالات الممكنة لكل نوع من هذه الإحصاءات.

فى إحصاء فيرمى لايوجد أى إمكانية لتواجد الجسيمات فى نفس الحالة (مبدأ الاستبعاد). أما فى إحصاء بوز فإن احتمال تواجد جسيمان بنفس الحالة يساوى 2/3، وللإحصاء الكلاسيكى هذا الاحتمال يساوى 1/2. لهذا فإن إحصاء فيرمى يمنع الجسيمات من التواجد فى نفس الحالة، أى يجعلها متباعدة بعضها عن بعض. نظر الأن إحصاء بوز يرفع احتمال تواجد الجسيمات بنفس الحالة بالمقارنة بالإحصاء الكلاسيكى فإنه إذاً يحافظ على الجسيمات مجتمعة (أى مقتربة بعضها من بعض).

۸-۵ التركيب الذرى⁽¹⁾

(1) atomic structure

من أهم النتائج المترتبة على كل من مبدأ الاستبعاد، وشكل مستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين، وفكرة المغزلية الإلكترونية، هو تفسير الجدول الدوري للعناصر (1) الذي يعتبر الأساس في دراسة الكيمياء. نعتبر التركيب الذري لذرة شحنة نواتها Z، أي تحتوى على عدد Z من الإلكترونات. تبعا لمبدأ الاستبعاد لايتواجد اثتين من الإلكترونات بنفس الحالة. إلا أنه في الحالة unem يوجد اتجاهان للمغزلية، <1/2 ، <1/2 ، وعليه يمكن أن يتواجد اثنين من الإلكترونات في الحالة المحددة بالأعداد الكمية n, l, m. نظرا لأن الإلكترونات في حالاتها المثارة تبعث إشعاعا، فإنه بمرور الوقت تتنقل الإلكترونات إلى مستويات أقل في الطاقة حتى تشغل كل الحالات المتاحة لهذه المستويات. تظهر فكرة الجدول الدورى نتيجة لأن العناصر التي تحتوى على عدد كاف من الإلكترونات لشغل كل الحالات المتاحة لمستوى الطاقة n، مثلا، تُكُون غلافا مغلقًا ()، ويطلق على هذه العناصر كيميائيا أنها أنظمة خاملة (الغازات الخاملة). إتاحة اتحاد أى عنصر بآخر يتحدد منه الخواص الكيميائية لهذا العنصر، وهذا يرتبط مباشرة بعدد الإلكترونات التي تزيد أو تقل عن عدد الإلكترونات بالغلاف المغلق. لذلك فإن العناصر التي بها إلكترون واحد فقط خارج الغلاف المغلق تسمى

التفاعل وتتحد بسهولة مع الهالوجينات (4) ، على وجه الخصوص ، وتُكُوِّن

بالعناصر القلوية⁽³⁾ كاللثيوم والصوديوم. هذه العناصر نشطة جدا عند

(3) alkali metals (4) halogens

⁽¹⁾ periodic table of the elements (2) closed shell

على سبيل المثال كلوريد الصوديوم. الهالوجينات هى العناصر التى يقل فيها عدد الإلكترونات بمقدار الكترون واحد عن العدد المتاح بالغلاف المغلق.

الصورة المثالية التى عرضناها هنا تتعقد عندما نأخذ فى الاعتبار التتافر الكولومى بين الإلكترونات المختلفة. التفاصيل النظرية للتركيب الذرى والكيمياء الفيزيائية الكمية من المواضيع التى تتسم بمجالاتها المتسعة ولن نذكر عنها هنا أكثر من ذلك. غير أن هذه المواضيع لاتشتمل على أي مبادىء أساسية أكثر مما درسناه حتى الآن.

٨-٦ عرض للتطورات الإضافية

نشأت كل التطورات الإضافية التى ظهرت فى نظرية التركيب الذرى نتيجة للدر اسات التفصيلية لمستويات الطاقة فى ذرة الهيدروجين. سنلقى هذا إشارة فقط على هذه التطورات.

فى الجزء الأول من الكتاب طورنا الأساليب لصياغة نظرية ميكانيكية كمية من النظرية الكلاسيكية المعروفة. أصبحت المتغيرات الكلاسيكية مؤثرات كمية تُعَين من علاقات المبادلة فيما بينها، وقد طبق هذا السلوك على الأنظمة الميكانيكية. نستطيع أيضا تطبيق هذا السلوك على نظرية ماكسويل للإشعاع المذكورة بالبند ١-١. النظرية الكمية للإشعاع تؤكد فرض بلانك الذى من خلاله ننظر إلى طاقة الإشعاع على أنها تجمع لجسيمات (فوتونات) كتلها مساوية للصفر، كما أن الطاقة ترتبط بالتردد عن طريق المعادلة (١-٩). عند تفاعل الإشعاع مع الإلكترونات يتم انبعاث أو امتصاص فوتونات. احتمال الانبعاث، الذى يعد مقياسا لشدة التفاعل⁽¹⁾، يتناسب مع ثابت التركيب الدقيق α،

$$\alpha = \frac{e_{\rm M}^2}{\hbar c} = 1 / 137 \qquad (7 \cdot -\Lambda)$$

هذا الثابت عبارة عن كمية ليس لها أبعاد ويتكون كما نرى من الثوابت الفيزيانية الأساسية e,ħ,c.

نظر الأن نظرية ماكسويل تستوفى متطلبات النظرية النسبية الخاصة⁽²⁾، فإن نظرية الإشعاع المذكورة تعد نظرية كمية نسبية.

الخطوة المنطقية التى تلى ذلك هى عملية تعديل معادلة شرودنجر لذرة الهيدروجين لكى تتوافق مع النظرية النسبية الخاصة، وقد تم ذلك بواسطة دير اك⁽³⁾ سنة ١٩٢٨. تبين لنا معادلة دير اك أن متطلبات النسبية التى ندخلها على النظرية الكمية لذرة الهيدروجين لها النتائج التالية:

أ – للإلكترون مغزلية ذاتية مساوية ħ 1/2.

ب – تعطى طاقة التفاعل مع مجال مغناطيسي خارجي بالهاميلتوني (٨ ٥٢) (وهذا يفسر الشذوذ المغناطيسي للمغزلية).
 ج – نتيجة للتركيب الدقيق تُدْخَل تصحيحات على معادلة بوهر التي تعطى مستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين. المستوى الذي كنا نرمز له بالرمز n
 ينقسم طبقا لهذا التصحيح إلى عدد n من المستويات المختلفة، التي يشار إليها بالمعادلة

⁽¹⁾ strength of the interaction (2) special theory of relativity (3) Dirac

 $E_{nj} = E_n \left[1 + \frac{\alpha^2}{n} \left(\frac{1}{j + \frac{1}{2}} - \frac{3}{4n} \right) \right]$ (71-A) $= \sum_{n=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{n=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^$

وكمية الحركة الزاوية المدارية تساوى $\ell = j \pm \frac{1}{2}$

د – يوجد قريان موجب الشحنة للإلكترون، وهو المسمى بضديد الإلكترون(1) أو البوزيترون⁽²⁾.

النتيجتان أ، ب معلومتان من قبل ولكن أدخلتا على النظرية الغير نسبية ليتم التوافق مع النتائج التجريبية. معادلة دير اك توضح أن هاتين النتيجتين ضروريتان لأسباب جو هرية.

معادلة التركيب الدقيق (٨-٦١) تتفق مع التجارب المعملية. استنتج سمر فيلد⁽³⁾ تلك المعادلة سنة ١٩١٨ مستخدما النظرية الكمية القديمة، وقد فُسرت الأعداد الكمية بهذه المعادلة وقتذاك تفسيرا خاطئا. كانت النتيجة د مجرد اقتراح ثم تحقق بعد ذلك بالعديد من التجارب

المعملية.

ينشأ التأثير الكهرومغناطيسى الوحيد فى معادلتى ديراك وشرودنجر لذرة الهيدروجين من طاقة التفاعل الكولومى بين البروتون والإلكترون. إلا أن حركه الإلكترون معجلة فى مداره، وبالتالى فهو مصدر للإشعاع الذى

(1) anti-electron (2) positron (3) Sommerfeld

يتفاعل بدوره مع الإلكترون نفسه. هذا يؤدى إلى انقسام إضافى لمستويات الطاقة المتحللة من قبل طبقا لمعادلة التركيب الدقيق (٨–٦١). كان لامب⁽¹⁾ أول من قام بقياس هذا النوع من الانقسام سنة ١٩٤٧، وهذا مايعرف بإزاحة لامب⁽²⁾.

ظهر تأثير مشابه لما سبق عند تحرك إلكترون فى مجال مغناطيسى. مرة ثانية، يتفاعل الإشعاع الصادر من الإلكترون مع الإلكترون نفسه مما يحتم إدخال تصحيح للعزم المغناطيسى للإلكترون، كما ذكرنا بالمعادلة (٨-٥٥). حسبت هذه التصحيحات حتى الرتبة 2^α وقد ظهر أنها متفقة تماما مع النتائج التجريبية.

نقدم هذا التصحيحات المختلفة لمعادلة بو هر . حسبت هذه التصحيحات بدقة كبيرة جدا، وهى معطاة نسبة إلى طاقة ربط الحالة الأرضية بذرة الهيدروجين.

(1) Lamb (2) Lamb shift

ال الريد وحدة [E₁] = 13.605 eV وفي صورة التردد هذا المقـدار يسـاوي واحـد ريدبـرج^(۱) (الريدبـرج وحـدة القياس الطاقة)

$$R_{\infty} = \frac{|E_1|}{2\pi\hbar} = 3.28985 \times 10^{15} \text{ cycles/sec}$$
$$= 3.28985 \times 10^9 \text{ Mc/sec}$$

الانقسام، المناظر للتركيب الدقيق، بين المستويين (½=1, j=2) $(n=2, \ell=1, j=3/2)$ ((٦١-٨) يساوى (تتحلل المستويات تبعا للمعادلة (٨-٦٦)) $\Delta E_{fs} (2p_{1/2} - 2p_{3/2}) = 1.10 \times 10^4 \quad Mc / sec$

وإزاحة لامب بين المستويين 2P12؛ 2S1⁄2، التي تتحلل تبعا للمعادلة (٨-

مسائل ۸
مسائل ۸
۱-۸ وضح أن مصفوفات اللف لباولى، المعادلة (۸–۳۲)، تحقق العلاقات
$$\hat{\sigma}_x \hat{\sigma}_y = -\hat{\sigma}_y \hat{\sigma}_x = \iota \hat{\sigma}_z$$
,
 $\hat{\sigma}_y \hat{\sigma}_z = -\hat{\sigma}_z \hat{\sigma}_y = \iota \hat{\sigma}_x$,
 $\hat{\sigma}_z \hat{\sigma}_x = -\hat{\sigma}_x \hat{\sigma}_z = \iota \hat{\sigma}_y$.

(1) Rydberg

 $\lambda - \gamma$ المعاملان الزاوى والمغزلى فى دالة حالة إلكترون ما هما $\left\langle \frac{1}{2} - \frac{1}{2} Y_1^{1} + \left\langle \frac{1}{2} + \frac{1}{2} \right\rangle^2 + \left\langle \frac{1}{2} + \frac{1}{2} \right\rangle = \langle \chi | (\vartheta, \varphi) \psi \rangle$ بين أن التوزيع الزاوى، بعد الجمع على كلا اتجاهى المغزلية، يكون موحد الخواص⁽¹⁾ فى جميع الاتجاهات (أى أن التوزيع الزاوى يكون متماثلا).

⁽¹⁾ isotropic

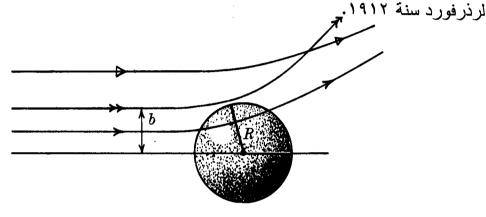
الجزء الثالث الفيزياء النووية

الباب التاسع

استطارة رذرفورد وتحلل-ألفا

٩-١ استطارة رذرفورد

دعنا نوجه اهتمامنا الآن إلى أنوية⁽²⁾ الذرات. من أول الأشياء التى نود معرفتها عنها هو حجمها، وقد تم ذلك من خلال التجربة الكلاسـيكية



شكل ٩–١ توضيح الانحراف الناتج عن توزيع شحنة ممتدة نصف قطرها R، ولمسارات متعددة ومختلفة فى قيمة بارامتر الصدمة لها b. أكبر انحراف يحدث للمسار الذى يمس تقريبا حافة توزيع الشحنة،أى عندما يكون b ≈ R.

تهدف التجربة إلى دراسة الانحرافات الناشئة فى مسارات جسيمات ألفا عند مرورها خلال رقيقة رفيعة من الذهب. يفترض فى هذه التجربة أن أكبر الانحرافات تتشأ بسبب التتافر الكولومى بين جسيمات ألفا (بشحنة راع الاعرادي الذهب هو R.

(1) Rutherford scattering and α -decay (2) nuclei

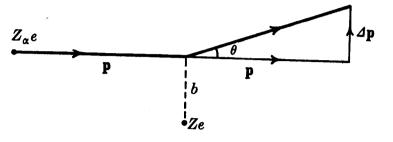
شكل ٩-١ يوضح ثلاث مسارات لجسيمات ألفا. تميز هذه المسارات ببار امترات الصدمة⁽¹⁾ لها b. لقيم ٢ > R نجد أنه عند تتاقص b يقترب جسيم ألفا من النواة وتزداد قوى التتافر الكولومى مما يؤدى إلى كبر الانحراف الحادث. أما إذا كان d < R فإن جسيمات ألفا تبدأ فى التخلل داخل مركز توزيع الشحنة. فى حالة مايكون الجسيم داخل النواة تكبر القوى المسببة للانحراف، ولكن فى نفس الوقت يكون جزء من شحنة النواة فى الجهة الأخرى لمسار الجسيم مما يجعل تأثير ها فى الاتجاه العكسى، وعليه يقل تأثير النواة فى إحداث الانحراف. يحدث أكبر انحراف عندما يكون الجسيم ملامسا بالضبط لسطح النواة ويكون نصف قطر توزيع الشحنة فى تلك الحالة مساويا تقريبا

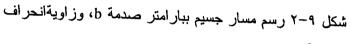
يمكن لنــا التعبـير عـن هـذا المفهـوم بصـورة تقديريـة باسـتخدام أفكـار كلاسيكية بحتة.

نعتبر مسارا لجسيم حدث له انحراف صغير. على امتداد الخط الأصلى للمسار تقل سرعة الجسيم وهو فى طريقه إلى النواة وتزداد عندما يبتعد عنها، وعليه فإن محصلة هذا التأثير متلاشية مما يجعلنا نهمل القوى الطولية⁽²⁾. يحدث الانحراف الأساسى أثناء مرور الجسيم بالنواة. فى هذه المنطقة نكتب قوى التنافر الكولومى فى شكلها التقريبى $F = \frac{Z_{\alpha} Ze_{M}^{2}}{b^{2}}$

(1) impact parameters (2) longitudinal forces

هذه القوى تؤثر فى اتجاه عمودى على الاتجاه الأصلى وعلى امتداد المسافة b. إذا كانت سرعة الجسيم هى v فإن زمن تأثير القوة يساوى $\Delta t = b/v$ أى ينشأ،طبقا لقانون نيوتن،كمية حركة مستعرضة⁽¹⁾ Δp ، حيث





 $\Delta p = F \Delta t$

صغيرة 🕫.

$$=\frac{\sum_{\alpha} Z e_{M}^{2}}{b^{2}} \cdot \frac{b}{v}$$
(Y-9)

والانحراف الحادث ہو(انظر شکل ۲-۹)

$$\vartheta = \frac{\Delta p}{p} = \left(\frac{Z_{\alpha} Z e_{M}^{2}}{b \upsilon}\right) / (m \upsilon)$$
(۳-۹)

حيث m هى كتلة جسيم ألفا. ومن هنا فإن العلاقة التقريبية بين الانحراف الحادث وبار امتر الصدمة هى ومن هنا فإن العلاقة التقريبية بين الانحراف الحادث وبار امتر الصدمة هى $b = \frac{Z_{\alpha} Ze_{M}^{2}}{m v^{2} \vartheta}$

كان أكبر الانحر افات التى لاحظها رذرفورد فى حدود زاوية واحدة نصف قطرية. وكما بينا من قبل هذا الانحر اف يناظر بار امتر صدمة مساوى لنصف قطر النواة (θ=1, b=R).

(1) transverse momentum

من المعادلة (٩-٤) نحصل على $R \approx \frac{Z_{\alpha} Ze_{M}^{2}}{m v^{2}} \approx R$ قيمة m تساوى $m = 6 \times 10^{-27}$ kg $m = 6 \times 10^{-27}$ kg $m = 6 \times 10^{-27}$ kg $m = 6 \times 10^{-27}$ kg (7-9) $v \approx 10^{7}$ m/sec (Y-9) $v \approx 10^{7}$ m sec (Y-9) rec (Y-9) (Y-9)(Y-

٩-٢ التفاعلات النووية

تُحمل شحنة النواة بواسطة البروتونات. كل بروتون يحمل شحنة مساوية لشحنة الإلكترون، ولكن بالطبع بإشارة مخالفة. كتلة البروتون تساوى

$$m_p = 1.6 \times 10^{-27}$$
 kg
= 1839 m_e
= 938 MeV/c²

بوجه عام، كتلة النواة تساوى تقريبا ضعف مجموع كتل البروتونات

(1) atomic scale

اللازمة لتأسيس الشحنة الكلية للنواة. تتولد هذه الزيادة فى الكتلة بسبب وجود النيوترونات. النيوترونات جسيمات متعادلة كهربيا، وكل منها له كتلة مساوية تقريبا لكتلة البروتون (m_n=939 MeV/c²). سنقوم فيما بعد باستخدام المصطلح *نيوكلون*⁽¹⁾ للإشارة إلى النيوترون أو البروتون.

فى محيط عِنْمَى الكيمياء والفيزياء الذرية يُنظر إلى النواة على أنها من الأشياء شديدة الاستقرار، فهى تبقى بدون تغيير أنتاء التفاعلات الكيميائية القوية جدا. السؤال الذى يطرح نفسه الآن هو: ماهى القوى التى تحافظ على مكونات النواة مجتمعة فى استقرار شديد؟

حيث γ هو ثابت الجذب العام، ويساوى mks 6.6×10⁻¹¹ mks . هذا يعنى أن هذه

(1) nucleon

النسبة تساوى ³⁶-10، أى أن قوى الجاذبية مهملة تماما داخل النواة وهى أيضا أيضا كذلك داخل الذرة (خارج النواة) وتحافظ على هذه الخاصية أيضا فى التفاعلات الكيميائية بين الذرات، كما فرضنا فى الجزء الثانى من الكتاب.

نستخلص من كل ماسبق أنه يوجد بداخل النواة، أى فى مدى حوالى m 10-14 نفاعلات نووية معينة بين النيوكلونات، وأن هذه التفاعلات قوية بدرجة كافية للتغلب على قوى التتافر الكولومى بين البروتونات المختلفة المتقاربة جدا من بعضها. نظرا لأن هذه التفاعلات النووية لاتلعب أى دور فى التركيب الإلكترونى للذرات فهى إذاً تتشأ عن قوى قصيرة⁽¹⁾ المدى تؤثر فقط فى حدود مسافة مساوية m

من أول مشاكل الفيزياء النووية هو الوصول إلى الفهم التفصيلى لهذه القوى القصيرة المدى بنفس الطريقة التى نفكر بها لفهم التفاعلات الناتجة عن قوى الجاذبية بين الكتل وكذلك التفاعلات الناتجة عن قوى كولوم بين الجسيمات المشحونة.

٩-٣ تحلل-ألفا

من الأهمية بمكان، قبل الدخول فى مشاكل التفاعلات النووية، التأكد من أن ميكانيكا الكم التى أسسناها لدراسة الأنظمة الذرية تبقى أيضا صالحة، دون إجراء أى تعديل جوهرى، لوصف مايجرى داخل النواة. الدليل القوى على حفاظ ميكانيكا الكم على صلاحيتها لوصف حالة النواة

⁽¹⁾ short range forces

A ⁽¹⁾ يتجلى من خلال در اسة تحلل-ألفا. فى هذه العملية تتحلل النواة الأم⁽¹⁾ A إلى جسيم ألفا والنواة الابنة⁽²⁾ D. $A \to \alpha + D$ (1)-9)

جسيم ألفا هو نواة ذرة الهليوم، أى يتكون من ائتين من البروتونات وائتين من النيوترونات. i

ى

ية

ن

اة

(1)

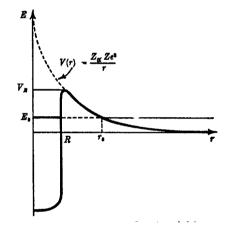
فى دراسة تحلل ألفا الناشىء عن نواة أم تقيلة، كنواة الراديوم⁽³⁾ مثلا، يمكن النظر إلى جسيم ألفا على أنه جسيم مفرد، والنظر إلى النواة الابنة على أنها ساكنة فى مكانها (راجع المناقشة المعطاة فى نهاية البند ٧-٥). تكلمنا فى البند السابق عن القوى النووية وبات من المؤكد أن الأنوية ليست من الأنظمة الكلاسيكية، وقد رأينا أن فكرة القوة تلعب دورا غير مباشر فى ميكانيكا الكم. على ذلك فسوف نستبدل القوة بطاقة وضع التفاعل⁽⁴⁾ حتى يصبح المعنى أقرب إلى الفهم.

عند مسافات كبيرة بالنسبة للمقدار m 10-14 يكون التفاعل الوحيد ناشئا عن طاقة الوضع الكولومية التى تسبب حدوث تتافر بين جسيم ألفا (بشحنة Z_{α}) والنواة الابنة (بشحنة Z). أما عند مسافات أقل من المقدار السابق يجب أن تسود طاقة الوضع النووية الشديدة الجاذبية⁽³⁾. محصلة هذا التأثير لابد أن تبدو مشابهة بعض الشيىء للشكل العام لطاقة وضع التفاعل الموضحة بشكل ٩-٣. من الملائم تعريف طاقة الوضع كما يلى: $V_{R} = \frac{Z_{\alpha} Ze_{M}^{2}}{R}$

⁽¹⁾ parent nucleus (2) daughter nucleus (3) radium (4) interaction potential (5) strongly attractive nuclear potential

التى تعد، من شكل ٩-٣، تقدير ا مناسبا لأقصى ارتفاع لطاقة الوضع بين جسيم ألفا والنواة الابنة. سبق أن قدمنا من قبل فى الباب الرابع التفسير الوصفى لتحلل ألفا. من الوجهة الكلاسيكية إذا كان هناك جسيم طاقته E_o بداخل بئر جهد V_R يتبع العلاقة

$$V_R > E_0 > 0 \tag{17-9}$$



شكل ٩–٣ منحنى الطاقة لطاقة الوضع المتبادلة بين جسيم ألفا والنواة الابنة . عند مسافات كبيرة (r » m ^{14–10}) تكون ببساطة طاقة الوضع عبارة عن تنافر كولومى . عند مسافات صغيرة تسود طاقة الوضع النووية الجاذبة.

فإن الجسيم يكون مقيدا ولايوجد أى إمكانية لهروب. ه. إلا أن مالوحظ عمليا بالفعل هو أنه لأى نواة نشطة إشعاعيا⁽¹⁾ يوجد احتمال ثابت لوحدة الزمن، 1/τ، لإمكانية تفتتها (تحللها).

⁽¹⁾ radioactive nucleus

لهذا إذا كان (N(t) هو عدد الأنوية عند الزمن t، فإن $\frac{\mathrm{d}N(t)}{\mathrm{d}N(t)} = -\frac{N(t)}{\mathrm{d}N(t)}$ (12-9) وعليه يكون $N(t) = N(0)\rho^{-t/\tau}$ (10-9) حيث الثابت T يسمى متوسط العمر ⁽¹⁾ للنو اة. أما بالنسبة لميكانيكا الكم فإن إمكانية النفاذ من حاجز الجهد تمكن جسيم ألفا من الهروب، وبالتالي فإن ميكانيكا الكم تمدنا بميكانيكية تحلل هذا النظام. نوجه اهتمامنا الآن إلى تقييم هذا التصور مراعين جانب الدقة. تم مـن قبل حساب المسافة النووية القياسية⁽²⁾ R، وعليه فإن الزمن النووى القياسي⁽³⁾ (محسوبا على أساس أبعاد الثوابت النووية) يساوى $\tau_n = \frac{m_p R^2}{r} \cong 10^{-21} \text{ sec}$ (17 - 9)ونظر الأن متوسط الأعمار للأنوية ينحصر في المدى من sec -10 حتى 1010 من السنين، فإن عملية تحلل-ألفا تتم ببطء شديد جدا بالمقارنة بالمقياس الزمني النووي. كتقريب جيد من المرتبة الأولى نستطيع اعتبار النواة الابنة وجسيم ألفا على أنهما يكونان نظاما مستقرا. نفرض للتبسيط أن كمية الحركة الزاوية الداخلة في الحساب تساوى صفر . عندئذ نحصل على الطاقة Eo من حل معادلة القدر المناسب للنظام المقيد الذي فيه طاقة الوضع (V1(r) مشابهة للمبينة بشكل P-9 عندما يكون r < R، ونفرض أيضا أن طاقة الوضع ثابتة i في المدى r ≥ R، أي أن

⁽¹⁾ mean life (2) typical nuclear length (3) typical nuclear time

 $V^{1}(\tau) = V_{R} , \quad \tau \ge R$ (1\(\neq -9\))

هذه الفروض تستلزم إيجاد قيمـة E_o من حل معادلـة القدر المناسب (√– ١٠) عندما يكون 0 = ℓ (أى عندمـا يكون كميـة الحركـة الزاويـة مساوية صفرا)،

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2\mu}\frac{\partial^2}{\partial r^2} + V^1(r) - E_0\right]\chi(r) = 0 \qquad (1 \wedge -9)$$

حيث µ هى الكتلة المختصرة لجسيم ألفا والنواة الابنة. إلا أن شكل قانون طاقة الوضع (r)¹ غير معروف تفصيلا، وللغرض الحالى نكتفى بأخذ قيمة E_o من التجربة المعملية مباشرة.

حيث أن طاقة النظام تساوى صفرا، فى حالة ماتكون النواة الابنة D بعيدة بعدا لانهائيا عن جسيم ألفا، فإن الطاقة E_o تكون ببساطة عبارة عن الفرق فى الطاقة بين طاقة السكون للنواة الأم A وطاقة النواة الابنة وجسيم ألفا معا، أى أن

 $E_{0} = m_{A}c^{2} - (m_{D} + m_{\alpha})c^{2} \qquad (19-9)$

عند اعتبارنا لمشكلة حقيقية يجب علينا حل المعادلة $\left[-\frac{\hbar^2}{2\mu}\frac{\partial^2}{\partial r^2} + V(r) - E_0\right]\chi(r) = 0 \qquad (\Upsilon \cdot - 9)$

وذلك للحصول على دالة الحالة χ(r) المرتبطة بطاقة الوضع الفعلية V(r). نضع التعريف

$$K^{2}(r) = \frac{2\mu}{\hbar^{2}} (V(r) - E_{0}) \qquad (Y - Q)$$

حينئذ تؤول معادلة القدر المناسب (۲۰–۹) إلى

$$\frac{\partial^2 \chi(r)}{\partial r^2} - K^2(r)\chi(r) = 0$$
 (۲۲–۹)

مربع هذه الكمية هو الاحتمال النسبى لتواجد الجسيم عند $r_{=}R$ ، $r_{=}r_{0}$. وهذا هو معامل النفاذ T الذى يفسر من الناحية الشبه كلاسيكية على أنه احتمال تخلل الجسيم لحاجز الجهد عندما يصطدم به (انظر المعادلة (٤-٣٥)). لهذا فإن

$$T = \exp\left[-2\int_{R}^{r_0} \left(\frac{2\mu}{\hbar^2} (V(r) - E_0)\right)^{1/2} dr\right] \qquad (\Upsilon \wedge - \Upsilon)$$

نحصل على الاحتمال لوحدة الزمن لهروب الجسيم من حاجز الجهد من حاصل ضرب T فى التردد الذى يتذبذب به الجسيم داخل بئر الجهد. هذا التردد يساوى مقلوب الزمن النووى القياسى τ_n أى أن هذا الترد (۲۹–۹) $\frac{1}{\tau} = \frac{T}{\tau_n}$

من الممكن وبدون أى صعوبة تقييم التكامل (٩–٢٨)، ولكن لفهم السمات العامة للنظام نعتبر الآن أن الكمية التى بداخل علامة التكامل ثابتة عند القيمة المتوسطة لها. على ذلك يكون

$$T = \exp\left[-2\left(\frac{2\mu}{\hbar^2}\right)^{1/2} \left(\frac{V_R - E_0}{2}\right)^{1/2} (r_0 - R)\right] \qquad (\Upsilon \cdot - \Upsilon)$$

وهذا هو بالضبط التعبير (٤-٣٥). يجب التعويض عن R , r من المعادلتين (٩-٢٦)، (٩-١٢). وحيث أن كتل الأنوية التى تتحلل باعثة جسيمات ألفا دائما ماتكون أكبر من 200 (مقاسة بوحدات كتلة البروتون)، فإن الكتلة المختصرة تساوى تقريبا كتلة جسيم ألفا نفسه. ولهذا

µ ≃ m_α ≃ 4m_p (٣١–٩) عند استخدام المعادلة (٢٩–٣١) لحذف r₀ فإن المعادلة (٣٩–٣٠) تؤول إلى

$$T = \exp\left[\frac{-4(V_R - E_0)^{3/2}}{E_0 \hbar / (m_p^{1/2} R)}\right]$$
 (YY-9)

الكمية $\hbar/(m_p^{1/2}R)$ لها وحدات الجذر التربيعي للطاقة وهي تساوى عدديا (MeV) لها وحدات الجذر التربيعي للطاقة وهي تساوى عدديا وساواحد الصحيح تقريبا (ذلك إن عبرنا عن هذه الكمية بوحدات $M(m_p^{1/2}R)$ ومساواة R بالمقدار R بالمقدار الم

من ذلك فإن متوسط العمر يكتب، بدلالة الطاقة Eo المتاحة فى التفاعل، كالآتى:

$$\frac{1}{\tau} = \frac{1}{\tau_n} \exp\left[-4\frac{\left(V_R - E_0\right)^{3/2}}{E_0}\right]$$

= $10^{21} \exp\left[-4\frac{\left(25 - E_0\right)^{3/2}}{E_0}\right] \quad \sec^{-1}$ (TT-9)

حيث عبرنا هذا عن V_R , E_0 بوحدات المليون إلكترون فولت (MeV)، وتم حساب قيمة V_R عندما كان V_R , E_0 عندما كان V_R عندما كان V_R بوحدات الشديد على E_0 الذى يعزو إليه التباين أهم مافى هذه المعادلة هو اعتمادها الشديد على E_0 الذى يعزو إليه التباين الهائل فى أزمنة متوسطات الأعمار الملاحظة على الأنوية المتساوية تقريبا فى أنصاف أقطار ها ومختلفة فى كتلها. لذلك إذا كان فى أنصاف أقطار ها ومختلفة فى كتلها. لذلك إذا كان فى أنصاف أقطار ها ومختلفة فى كتلها. لذلك إذا كان $E_0 = 4 \text{ MeV} \Rightarrow \tau \approx 3 \times 10^{12} \text{ years}$ $E_0 = 8 \text{ MeV} \Rightarrow \tau \approx 10^{-6} \text{ sec}$ بينما من الناحية التجريبية نجد أن $E_0 = 4.3 \text{ MeV} \Rightarrow \tau = 2 \times 10^{10} \text{ years}$

$$E_{o} = 7.83 \text{ MeV} \Rightarrow \tau = 10^{-3} \text{ sec} (C'$$
 (للر اديوم)

عند هذا الحد نلاحظ أن النظرية التقريبية التى وضعناها لإيجاد القيم المستنتجة نظريا، المعادلة (٩–٣٤)، فى توافق معقول مع القيم الملاحظة تجريبيا، المعادلة (٩–٣٥). الاختلاف البسيط الحادث نتج عن وضعنا لبعض الفروض عند تقييم المعادلة (٩–٢٨).

إذا قمنا بإعادة تقييم المعادلة (٩–٢٨) مراعين جانب الدقة (باستخدام متوسطات الأعمار τ والطاقات المتحررة (E_0) يمكن معرفة أنصاف أقطار الأنوية المشعة التى تبعث جسيمات ألفا. هذه الحسابات الدقيقة بينت لنا أن النيوكلونات تكون مرتبطة (محزمة) بشدة داخل النواة، كما أن كل نيوكلون يشغل حجما كرويا نصف قطره m 15 M 10 M 15 M 10 M $^{$

۹- ٤ ملخص

فى هذا الباب برهنا على أن أنصاف أقطار أنوية الذرات فى حدود المقدار cm ¹²⁻¹⁰. وأن النواة تتكون من نيوترونات وبروتونات (النيوكلونات) متماسكة مع بعضها البعض بواسطة طاقة وضع نووية معينة. طاقة الوضع هذه فعالة للغاية فى المدى القريب القيمة من نصف قطر النواة، حيث تكون كبيرة بدرجة كافية لتغطية قوى التنافر الكولومى الكبيرة بين البروتونات المتقاربة جدا من بعضها داخل النواة. اتضح لنا، من دراسة ظاهرة تحلل-ألفا، أن حركة النيوكلونات تحت تأثير طاقة الوضع النووية تكون محكومة بقوانين ميكانيكا الكم التى قُدمت أصلا للتعامل مع ميكانيكا الذرات. مع العلم أن هذه الظاهرة النووية الهامة غير واضحة تماما إذا عولجت على أساس المفاهيم الميكانيكية الكلاسيكية (أو النظرية الكمية القديمة). إلا أن ماهية طاقة الوضع النووية غير معلومة تماما وتعد عملية فحص هذه الطاقات أنها المشكلة الكبرى فى الفيزياء النووية.

مسائل ۹ مسائل ۹ $I = exp\left[\frac{-2\sqrt{(2\mu E_0)}}{\hbar}r_0\left\{\frac{\pi}{2}-2\left(\frac{R}{r_0}\right)^{V/2}\right\}\right]$ $T = exp\left[\frac{-2\sqrt{(2\mu E_0)}}{\hbar}r_0\left\{\frac{\pi}{2}-2\left(\frac{R}{r_0}\right)^{V/2}\right\}\right]$ $T = exp\left[\frac{E_0T}{Z_{\alpha}Ze_{M}^{2}}=\frac{T}{T_0}=\cos^2 x$ $\frac{E_0T}{Z_{\alpha}Ze_{M}^{2}}=\frac{T}{T_0}=\cos^2 x$ $T = exp\left[\frac{-2\sqrt{(2\mu E_0)}}{\hbar}r_0\left\{\cos^{-1}\left(\frac{R}{r_0}\right)^{-1}-\left(\frac{R}{r_0}\right)^{V/2}\right]\right]$ $T = exp\left[\frac{-2\sqrt{(2\mu E_0)}}{\hbar}r_0\left\{\cos^{-1}\left(\frac{R}{r_0}\right)^{-1}-\left(\frac{R}{r_0}\right)^{V/2}\right]\right]$ R/r_0 e acit litzlad tabe is angle is $2 \cos^{-1} \pi$ R/r_0 R/r_0 R/r_0

الباب العاشر نظرية الاستطارة "

۱-۱۰ مقدمة

الوسيلة الوحيدة لفحص طاقات الوضع النووية هى تقريب النيوكلونات من بعضها البعض ثم دراسة ماينشأ بينها من تفاعلات، كما هو الحال عند دراسة القوى المغناطيسية بتقريب المغناطيسات بعضها من بعض ودراسة كيفية تأثير كل منها على الآخر.

لإجراء ذلك يلزمنا حزمة ساقطة من الجسيمات النووية وأنوية أو نيوكلونات كهدف وجهاز كاشف⁽²⁾ يمكننا من معرفة كيفية الانحراف (الاستطارة)، الناتج عن التفاعل النووى، بين جسيمات الحزمة الساقطة وجسيمات الهدف. من الدراسة التفصيلية لكل من التوزيع الزاوى وشدة الجسيمات المستطارة يمكن استتتاج شكل طاقة وضع التفاعل. نظر الأن الهدف يتسبب فى إحداث استطارة للحزمة الساقطة فإن التجارب التى تقع فى هذا الإطار يطلق عليها اسم تجارب الاستطارة ويستخدم فى أنظمة كمية فالحاجة تحتم علينا الاتجارة. وحيث أننا سنتعامل هذا مع ولكن لتوضيح الرؤية يفضل الاتجاة إلى نظرية الاستطارة الكمية⁽³⁾.

⁽¹⁾ scattering theory (2) detection device (3) quantum scattering theory

۲-۱۰ نظرية الاستطارة الكلاسيكية⁽¹⁾

نعتبر حزمة من الجسيمات المنتظمة الكثافة، كل جسيم يسير بسرعة ثابتة v. نعرف الفيض⁽²⁾ F لهذه الحزمة بأنه عدد الجسيمات التى تسقط على وحدة المساحات (المساحة عمودية على اتجاه الحزمة) فى وحدة الزمن. هذا العدد يساوى عدد الجسيمات الواقعة فى حجم محدد بمقطع مستعرض⁽³⁾ مساحته الوحدة وارتفاع مقداره v. إذا كانت كثافة الجسيمات هى q فإن الفيض يساوى وأبعاده هى وأبعاده هى $F = \rho v$

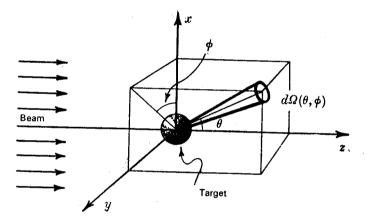
نفرض أن صفر الإحداثيات يقع عند موضع الهدف، وأن الحزمة موجهة على امتداد المحور -z، شكل ١٠ - ١. نتعرف على شدة واتجاه الاستطارة من حساب المقطع المستعرض التفاضلى⁽⁴⁾ ((θ, ϕ) ((θ, ϕ)) ، حيث $\Omega(\theta, \phi)$ الاستطار ة من حساب المقطع المستعرض التفاضلى ($(0, \phi)$) ، حيث (-1, -) ($(0, \phi)$) = عدد الجسيمات التى تستطار داخل الزاوية المجسمة أما أبعاد ((θ, ϕ)) فتساوى أما أبعاد ($(0, \phi)$ فتساوى أى أن المقطع المستعرض التفاضلى يعبر عن مساحة. أى أن المقطع المستعرض التفاضلى يعبر عن مساحة. نحصل على المقطع المستعرض الكلى⁽⁵⁾ للاستطارة σ بتكامل المقطع المستعرض التفاضلى على كل الزوايا المجسمة

⁽¹⁾ classical scattering theory (2) flux (3) cross section

⁽⁴⁾ differential cross section (5) total cross section

$$\sigma = \int \sigma(\vartheta, \varphi) d\Omega \qquad (\circ -) \cdot)$$

وهو أيضا يعبر عن مساحة. يتضح لذا من التعاريف سالفة الذكر أن المقطع المستعرض الكلى هو العدد الكلى للجسيمات المنحرفة فى جميع الاتجاهات فى وحدة الزمن لوحدة الفيض. إلا أن الجسيمات المنحرفة هى بالضبط تلك الجسيمات التى تصطدم بالهدف، أما وحدة الفيض فتساوى جسيم واحد لكل وحدة مساحة فى وحدة الزمن. ومن هذا فإن المقطع المستعرض الكلى يمثل مساحة المقطع المستعرض التى يعرضها الهدف أمام اتجاه الحزمة، وهكذا جاءت التسمية.



شكل ١٠–١ الإحداثيات القطبية التي عادة ماتستخدم في وصف عملية الاستطارة . يعتبر عادة موضع الهدف على أنه صفر الإحداثيات ، وأن اتجاه الحزمة على امتداد المحور -z.

بنفس الطريقة نقول أن المقطع المستعرض التفاضلي σ(ϑ,φ)dΩ هو تلك المساحة الفعالة⁽¹⁾ من الهدف التي تتسبب في انحراف الجسيمات

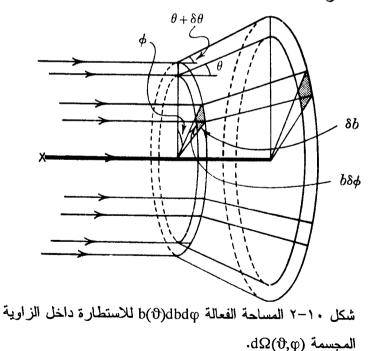
⁽¹⁾ effective area

الساقطة داخل الزاوية المجسمة (θ,φ)

أنصاف الأقطار النووية تتقارب من المقدار cm ¹²⁻¹⁰، ومنه فإن مساحة الهدف النووى تتقارب من مربع هذه الكمية مما يدفعنا لقياس المقاطع المستعرضة النووية⁽¹⁾ بوحدة تسمى البارن⁽²⁾، حيث

 $1 \text{ barn} = 10^{-24} \text{ cm}^2$

نعتبر نظاما تماثله سمتيا⁽³⁾ (أى متماثل حول المحور-z) حتى نضمن عدم اعتماد الانحر افات الحادثة على الزاوية φ . تعانى مسارات الجسيمات التى بار امترات الصدمة لها محصورة فى المدى بين (Φ, b, b, b) انحر افات بزوايا تتغير فى المدى من Φ إلى $\Phi\delta+\delta+$. لهذا تكون المساحة الفعالية التى تسبب حدوث انحر اف داخل الزاوية المجسمة (Φ, ϕ) مساوية، انظر شكل ١٠-٢.



⁽¹⁾ nuclear cross sections (2) barn (3) azimuthal symmetry

$$\begin{split} d\sigma(\vartheta, \theta) &= \sigma(\vartheta, \varphi) d\Omega(\vartheta, \varphi) = b(\vartheta) db d\varphi \quad (1-1) \\ e_{\theta} d_{\theta} (\vartheta, \varphi) &= \sigma(\vartheta, \varphi) d\Omega(\vartheta, \varphi) = \delta(\vartheta, \varphi) \\ e_{\theta} d_{\theta} d_{\theta} \\ d_{\theta} e_{\theta} d_{\theta} d_{\theta} \\ d\Omega &= \sin \vartheta d\vartheta d\varphi \\ (-1-1) \\ (-1-1) \\ (-1-1) \\ e_{\theta} d\sigma d\theta \\ e_{\theta} d\sigma d\theta \\ d\sigma d\rho \\ d\sigma d\rho \\ e_{\theta} d\sigma d\sigma \\ d\sigma d\sigma d\sigma \\ d\sigma$$

(أ) *الاستطارة الكلاسيكية الناشئة عن كرة صلبة*⁽¹⁾
نعتبر اصطدام حزمة من الجسيمات، تصادما مرنا، بكرة صلبة نصف
قطرها a. من شكل ١٠–٣ نجد أن
$$b(\vartheta) = a \sin \frac{\pi - \vartheta}{2}$$

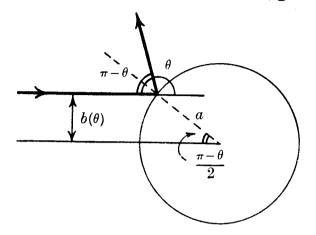
$$\begin{aligned} (\vartheta) &= a \sin \frac{\varphi}{2} \\ &= a \cos(\vartheta/2) \end{aligned} \tag{1.1.1}$$

ومنه

$$\left|\frac{db}{d\vartheta}\right| = \left(\frac{a}{2}\right)\sin(\vartheta/2) \qquad (11-1.)$$

(1) hard sphere

بالتعويض من المعادلة (١٠-١١) في المعادلة (١٠-٩) نجد أن المقطع المستعرض التفاضلي يساوى



شكل ١٠–٣ الاستطارة بواسطة كرة صلبة نصف قطرها a. الشكل يوضح العلاقة بين (b(ð) وزاوية الاستطارة ð.

 $\frac{d\sigma}{d\Omega} = \sigma(\vartheta) = \frac{a^2}{4}$ (11-1.) e align e al

$$\sigma = \int \frac{a^2}{4} d\Omega = \pi a^2 \qquad (1 \)$$

تعد هذه النتيجة مثالا مبسطا على المعنى العام الذى أطلقناه على المقطع المستعرض الكلى للاستطارة، حيث هنا πa² هي بالضبط المساحة الكلية للكرة الصلبة المواجهة لاتجاه الحزمة. ومن ثم فإن المقطع المستعرض الكلى (أى العدد الكلى للجسيمات المستطارة) يحدد الحيز الفعال من الهدف.

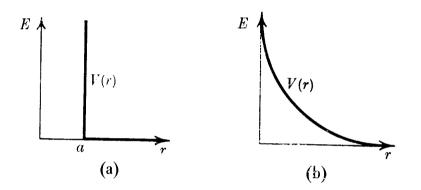
من كل ماسبق يظهر جليا إمكانية استخلاص معلوماتنا عن شكل الهدف من معرفة المقطع المستعرض التفاضلي. ففى حالة الكرة الصلبة نجد أن المقطع المستعرض التفاضلي (أى التوزيع الزاوى للمقطع المستعرض) يأخذ نفس المقدار في جميع الاتجاهات وعند أي قيمة من قيم طاقات الحزمة، كما نرى بالمعادلة (١٠–١٢)، مما يؤكد المعنى السابق.

(ب) الاستطارة الكولومية (١) يتعين علينا الحصول على توزيع زاوى للاستطارة مختلفا تماما عن الحالة السابقة (حالة الكرة الصلبة) عندما تكون الحزمة مكونة من عدد من الجسيمات التي شحنة كل منها Z، وكمان الانحراف يحدث نتيجة للتنافر الكولومي بين جسيمات الحزمة والشحنة Z₂ الموجودة على هدف ثابت (كما في تجربة رذرفورد). على ضوء التقريبات المستخدمة في الباب التاسع نكتب العلاقة بين بار امتر الصدمة والانحراف، المعادلة (٩-٤) كما يلي: $b(\vartheta) = \frac{Z_1 Z_2 e_M^2 m}{r^2 \vartheta}$ (12-1.) حيث p لهى كمية حركة جسيمات الحزمة. بتفاضل المعادلة السابقة بالنسبة إلى 8 نحصل على $\left|\frac{db}{dty}\right| = \frac{Z_1 Z_2 e_M^2 m}{n^2 ty^2}$ (10-1.) عندما تكون € صغيرة (٥≈ ٥ sin)، وباستخدام المعادلة (١٠–٩) نجد $\sigma(\vartheta) = \left(\frac{Z_1 Z_2 e_M^2 m}{n^2}\right)^2 \frac{1}{2 \vartheta^4}$ (17-1.) هذا يعنى أن شكل الجسيمات المستطارة يرسم قمة أمامية حادة جدا على النقيض من التوزيع الزاوى المتماثل لاستطارة الكرة الصلبة.

(1) Coulomb scattering

عند زيادة كمية الحركة p يجب أن تتتاقص قيمة الزاوية v حتى يبقى مقدار (o(v) ثابتا. لهذا فإن القمة الأمامية تبدو أكثر وضوحا مع زيادة كمية الحركة، أو بمعنى آخر مع زيادة طاقة جسيمات الحزمة.

لمعالجة حالتى الاستطارة السابقتين باستخدام النظرية الكمية نعبر عن التفاعل بين جسيمات الحزمة والهدف بدلالة طاقة وضع التفاعل، شكل ١٠-٤.



شكل ١٠-٤ طاقات وضع التفاعل (أ) الكرة الصلبة (ب) تنافر كولومي.

فى حالة الكرة الصلبة نجد V(r) = 0, r > a V(r), r = a, V(r)أما فى حالة الاستطارة الكولومية فنعلم أن $V(r) = \frac{Z_1 Z_2 e_m^2}{r} = (r) V$ المعادلة (١٠–١٠) تعنى أن طاقة الوضع تزداد زيادة فجائية كبيرة جدا مما يؤدى إلى الظهور المفاجىء لقوى كبيرة للغاية عند اقتراب الجسيمات من بعضبها البعض إلى مسافة معينة. طاقات الوضع هذه تؤدى عادة إلى توزيع متماثل للاستطارة.

على النقيض من ذلك فإن التفاعل الكولومى ينشأ من طاقة وضع صغيرة جدا. طاقة الوضع هذه تناظر قوة تتغير ببطء مع المسافة بين الجسيمات المشحونة المتفاعلة. هذا التأثير الضعيف للقوة يمتد إلى مسافات كبيرة بين الجسيمات. مثل هذه القوة (الطاقة بالنتاظر) تتسبب فى حدوث استطارة الجسيمات خلال زوايا صغيرة، وتميل زاوية المخروط الأمامى⁽¹⁾ الحاوى على معظم الجسيمات المستطارة إلى الصغر مع زيادة طاقة جسيمات الحزمة.

بدراسة كيفية اعتماد المقطع المستعرض للاستطارة على كل من الطاقة وزاوية استطارة الجسيمات النووية نستطيع استنتاج شكل طاقة الوضع المؤثرة على الجسيمات المتفاعلة. وتلك هى الأداة الأساسية للفيزياء النووية.

٥٠ نظرية الاستطارة الكمية

يظهر تأثير التفاعلات النووية على مسافات فى حدود المقدار m $^{10-12}$ cm يظهر تأثير التفاعلات النووية على مسافات فى حدود المقدار m $^{10-10}$ ، أى كما نجد أن حزم الجسيمات تسير بسرعات فى حدود cm/sec (عبور منطقة سرعات قريبة من سرعة الضوء. لذلك فإن زمن العبور (عبور منطقة التفاعل) فى التفاعلات النووية يكون فى حدود sec 10-20 . وحيث أن التفاعل) فى التفاعلات النووية يكون فى حدود in 20-10 . وحيث أن قيمة \hbar حوالى cm/sec 20 فإن طاقة الحزمة يجب أن تكون أكبر بكثير من 10-20 . وحوث المفاهيم $^{10-10}$ erg

⁽¹⁾ forward cone

الكلاسيكية، مثل بار امتر الصدمة للحزمة، شيىء من الشرعية. من الواجب علينا الآن استخدام ميكانيكا الكم لتحليل تجارب الاستطارة النووية. يظهر الحد الكمى تماما فى تجارب الاستطارة عند الطاقات المنخفضة.

نعتبر استطارة حزمة من الجسيمات بواسطة هدف مثبت عند صفر الإحداثيات. إذا كانت طاقة وضع التفاعل بين الجسيمات هـى (V(r، وطاقـة الحزمة هى

$$E = \frac{p^2}{2m} \tag{19-1.}$$

فإن دالة الحالة لابد أن تكون دالة مناسبة مناظرة لمعادلة شرودنجر عند تلك الطاقة.

عندما يكون لطاقة الوضع مدى محدود فإن الحل يظهر فى الشكل الذى يؤول عند مسافات كبيرة إلى حزمة مستوية فى اتجاه المحور -z ، بالإضافة إلى موجة مستطارة مكونة من موجات كروية خارجة⁽¹⁾ فقط. للاختصار نضع

$$k = \frac{p}{\hbar} \tag{(Y \cdot - Y \cdot)}$$

وسرعة الجسيمات هي

⁽¹⁾ outgoing spherical waves

 $v = \frac{\hbar k}{k}$ (17-1.) لذلك فإن الفيض، كما عرفناه بالمعادلة (١-١٠)، يساوى $F = \rho \upsilon = \upsilon$ (15-1.) عدد الجسيمات المستطارة في الحجم المحصور بين المسافتين r+dr ،r وداخل الزاوية المجسمة (ϑ,φ) dΩ هو $\frac{\left|\frac{f(\vartheta,\varphi)e^{i\kappa t}}{r}\right|^{2}t^{2}d\Omega dt = \left|f(\vartheta,\varphi)\right|^{2}d\Omega dt$ (10-1.) والعدد المستطار داخل الزاوية dΩ في وحدة الزمن يساوى $|f(\vartheta,\varphi)|^2 d\Omega \upsilon$ لذلك فإن مساحة المقطع التفاضلي (عدد الجسيمات المستطارة داخل الزاوية Ωb في وحدة الزمن لوحدة الفيض) تساوى $d\sigma = \sigma(\vartheta, \varphi) d\Omega = \left| f(\vartheta, \varphi) \right|^2 d\Omega$ (17-1.) ومساحة المقطع الكلى هي $\boldsymbol{\sigma}=\int\left|f(\boldsymbol{\vartheta},\boldsymbol{\varphi})\right|^{2}d\boldsymbol{\Omega}$

فى التجربة نقيس $2|(\vartheta, \varphi)|^3|$ ، التى لها علاقة بالكمية (V(r)، وذلك لأن المعادلة (١-١٦) هى الشكل التقريبى لحل معادلة شرودنجر التى فيها المعادلة (١٠-٢١) هى الشكل التقريبى لحل معادلة شرودنجر التى فيها (r) تمثل طاقة الوضع. فى كل الحالات التى لها أهمية فيزيائية نلاحظ، تقريبا، أن (ϑ, φ) ومن ثم (ϑ, φ) لاتعتمد فى حقيقة الأمر على φ . وهذا يعنى أنه فى المسألة المذكورة عند نهاية البند السابق يمكن الحصول على معلومات عن (V(r) من در اسة $2|(\vartheta)|$.

١-٤ تحليل إزاحة الطور⁽¹⁾

فى معالجة نظرية الاستطارة كلاسيكيا من المعتاد تحليل الحزمة بدلالة بار امترات الصدمة لمساراتها المختلفة. هذا الإجراء لايمكن تصوره فى ميكانيكا الكم، وذلك لأن حزمة الجسيمات التى كميات حركاتها محددة يصاحبها عدم تحديد فى تقدير مواضعها وبالتالى مساراتها. إذا كان كمية حركة الحزمة هى p وبار امتر الصدمة لها هو b فإنه كلاسيكيا تكون كمية الحركة الزاوية حول نقطة الأصل مساوية هذا يقترح علينا تحليل الحزمة بدلالة مركبات كمية حركتها الزاوية. عندما هذا يقترح علينا تحليل الحزمة بدلالة مركبات كمية حركتها الزاوية. عندما يكون نصف قطر التفاعل مساويا R، وافتراض أن الاستطارة تحدث فقط عند اصطدام جسيم الحزمة بالهدف، فهذا يعنى أن شرط حدوث الاستطارة هو

(1) phase shift analysis

المعادلة (۱۰–۲۹) توضح لذا الحد الكمى تماما الذى سوف نتداوله الآن
ببعض من التفصيل.
لحزمة مستوية تتحرك فى اتجاه المحور - z حاملة كمية حركة
$$(\hbar k =)$$
 ($\hbar k =)$ ($\hbar k =)$ ($\hbar k =)$ ($\hbar k = 0$ ($\hbar k = 0$)
 $\pi e_0 (cllة حالتها)$ فى الصورة
 $u_k (r, \theta, \varphi) = e^{tkz} = e^{tkrcox\theta}$
 $u_k (r, \theta, \varphi) = e^{tkz} = e^{tkrcox\theta}$
 $kis Inastlik تشتمل على كل مركبات كمية الحركة الزاوية حول نقطة
 $kis Inastlik تشتمل على كل مركبات كمية الحركة الزاوية حول نقطة
 $V_{o}(t, -1, -1)$
 u_{could} ($t = 0$)
 u_{could} ($t = 0$) مع الدالة المتاحة المناسبة
 $u_{k,0}(t, -1)$ مع الدالة المتاحة المناسبة
 $v_{k,0}(t, -1)$ مع الدالة الحالة ($v_{k,0}$ ($v_{k,0}$)
 $v_{k,0}(t, -1)$ ($$

.....

 $u_{k,s}(r) = \frac{1}{2} \int_{-1}^{+1} e^{\iota k r \cdot w} dw$ = $\frac{e^{\iota k r} - e^{-\iota k r}}{2\iota k r}$ (٣1-1.) واضح هنا أن المعادلة الأخيرة تصف تراكبا بين موجات كروية داخلة وخارجة. وهذا بالطبع هو التصور الميكانيكى الكمى للمسألة، الذى يختلف كلية عن التصور الجسيمى الكلاسيكى.

نأخذ فى الاعتبار الآن الجزء المعبر فقط عن الموجة-S فى دالة الحالة العامة للاستطارة، المعادلة (١٠–٢١). بالنسبة للموجة المستوية فالجزء المطلوب (الذى فيه ٥ = ٤) هو بالطبع المعادلة (١٠–٣١). أما بالنسبة للموجة المستطارة فجزء الموجة-S بها هو الذى فيه قيمة الدالة (θ) ثابتة (أى لاتعتمد علىθ)، وذلك لأن أى دالة فى r فقط يكون فيها ٥ = ٤. وعليه يبدو الشكل التقريبي لجزء الموجة-S فى دالة الحالة على النحو $u_{s}(r) = \frac{e^{thr} - e^{-thr}}{2} = \frac{1}{2} = (r)$

(جزء الاستطارة الذى فيه 0= ٤)+(جزء الحزمة الذى فيه 0= ٤) هذا يعنى أن استطارة الموجة-S ، عند طاقة ثابتة، تُعَين بدلالة عدد f، الذى ربما يكون مركبا. سنوضح فيما يلى أن الاستطارة يمكن التعبير عنها فى الواقع بدلالة عدد حقيقى مفرد.

عند تلاشى طاقة الوضع يُعْطَى جزء الموجة-S فى الحزمة المستوية بالمعادلة (١٠–٣١). يكمن تأثير طاقة الوضع فى تغيير الموجة الخارجة فقط، وذلك لأن دالة الاستطارة تتكون بصفة مطلقة من الموجات الخارجة. ومن هنا فإن الدالة الموجية المعبرة عن الاستطارة فقط تكتب فى الصورة

أما فيض الموجة الخارجة، باستخدام نفس الوحدات، يساوى (.1-00) $Se^{ikr|^2} = |S|^2 = S|^2$ يجب أن يتساوى هذان الفيضان حتى تكون دالة الحالة معبرة عن وضع منتظم الاتصال بين الحزمة الساقطة والأشياء المستطارة، مع عدم تراكم كثافة احتمالية عند مالانهاية أو نقطة الأصل. هذا يعنى أن كثافة احتمالية عند مالانهاية أو نقطة الأصل. هذا يعنى أن (.1-07) I = S|S|يتسنى لنا حينئذ وضع S فى صورة بار امتر حقيقى مفرد، وليكن 6، حيث (.1-07) S = S

$$u_{s}(r) \approx \frac{e^{2\iota\delta}e^{\iota kr} - e^{-\iota kr}}{2\iota kr} \qquad (\forall \Lambda - 1.)$$

$$= \frac{e^{\iota kr} - e^{-\iota kr}}{2\iota kr} + \left(\frac{e^{2\iota\delta} - 1}{2\iota k}\right)\frac{e^{\iota kr}}{r} \qquad (\Im - 1.)$$

بمقارنة المعادلتين (١٠-٣٨)، (١٠-٣١) نجد أن تأثير طاقة الوضع يتجلى فى إزاحة طور الموجة الخارجة بالنسبة إلى الموجة الداخلة (جزء الموجة-S من الحزمة المستوية الأصلية). لهذا السبب يطلق على البار امتر δ اسم إزاحة الطور.

وبالعودة إلى المعادلتين (٣٢-١٠)، (٣٢-١٠) نحصل على

$$f = \frac{e^{2\iota\delta} - 1}{2\iota k} = \frac{e^{\iota\delta}}{k} \left(\frac{e^{\iota\delta} - e^{-\iota\delta}}{2\iota} \right) \qquad (٤, -1.)$$

$$= \left(e^{\iota\delta} \sin \delta \right) / k$$

وعلى ذلك نستطيع التعبير عن استطارة الموجة-S بدلالة إزاحة الطور، 6، المُمَثَلة بعدد حقيقى. المعادلة (١٠–٢٦) تعطى $\frac{d\sigma}{d\Omega} = \sigma(\vartheta) = \frac{\sin^2 \delta}{k^2} \qquad (1-1)$ $\frac{d\sigma}{d\Omega} = \sigma(\vartheta) = \frac{\sin^2 \delta}{k^2}$ $\frac{d\sigma}{k} = \frac{4\pi \sin^2 \delta}{k^2}$ $\sigma_s = \frac{4\pi \sin^2 \delta}{k^2}$ $= \pi \left(\frac{2\sin\delta}{k}\right)^2$

هذا يعنى أن المقدار 2sinð/k يعبر عن نصف القطر الفعال من الهدف. ولكن

 $\sin \delta \leq 1$

هذا يعنى أن

 $\sigma_{\rm S} \le \frac{4\pi}{k^2}$

وعليه فإن النهاية القصوى لاستطارة الموجة-S عند طاقة مناظرة للكمية k لاتعتمد على ديناميكية التفاعل (أى لاتعتمد على طاقة وضع التفاعل)، وبالتالى فإنها تعتمد على هندسة التفاعل فقط.

يجب ملاحظة أن إمكانية التعبير عن استطارة الموجة-S (e =0) بدلالة إزاحة طور مفردة تعتبر حالة عامة تماما ولاتتوقف على الشكل التفصيلى لطاقة الوضع (V(r)، بشرط أن تتناقص (V(r) عند القيم الكبيرة للمسافة r بطريقة أسرع من الكمية 1/r .

بمعلومية (V(r نعين δ من حقيقة أن المعادلة (١٠–٣٨) هى الشكل التقريبى لحل معادلة شرودنجر . عند طاقة معينة نحصل على إزاحة الطور δ بنفس الطريقة تقريبا التى فيها نجد الشروط الابتدائية تُعَيِّن مستويات الطاقة لنظام مقيد. توصف الاستطارة الكلية الناشئة عن طاقة وضع معينة (V(r) عند طاقة ما بواسطة فئة من إزاحات الطور ($\delta_{\ell}(k)$) $\delta_{\ell}(b)$ (أى إزاحة واحدة للطور لكل كمية حركة زاوية ℓ). إلا أن الإزاحات δ_{ℓ} المناظرة للكمية ℓ وتحقق المعادلة (١٠–٢٨) هي فقط التي سوف تختلف عن الصغر.

الحالة الخاصة البسيطة التى نحصل فيها على قيمة مضبوطة لإزاحة الطور 6 هى استطارة الموجة-S بواسطة كرة صلبة. تعطى طاقة الوضع بواسطة المعادلة (١٠–١٧). وطبقا للمعادلة (٢–١٠) نضع

$$\chi_{s}(r) = ru_{s}(r)$$
لذلك عندما يكون a < r > i نجد أن الدالة χ_{s} تحقق المعادلة
$$\left[-\frac{\hbar^{2}}{2m}\frac{\partial^{2}}{\partial r^{2}} - E\right]\chi_{s}(r) = 0 , \quad E = \frac{\hbar^{2}k^{2}}{2m}$$

أو المعادلة

$$\left[\frac{\partial^2}{\partial r^2} + k^2\right] \chi_s(r) = 0 \qquad (\xi \xi - 1.)$$

لابد للحل أن يأخذ شكل المعادلة (١٠ – ٣٨) (مع استبعاد معامل r)، ويجب أيضا أن يحقق شرط الحدود الخاص بالكرة الصلبة (انظر المعادلة (٣-

 $\chi^{2}(g) = 0 \tag{(50-1)}$

ومنه یکون (. ۱-۲-۲۰)

$$\delta = -ka \qquad (٤٦-1.)$$

 $e^{i - 1.5}$
 $e^{i - 1.5}$
 $e^{i - 1.5}$
 $\sigma_{s} = \frac{4\pi}{k^{2}} \sin^{2} ka \qquad (٤Υ-1.)$

عند حد الطاقة المنخفضة للغاية، أى عندما يكون

۱۰ النظام المعملى ونظام مركز الكتلة⁽¹⁾

فى در استنا السابقة افترضنا استطارة حزمة من الجسيمات بو اسطة مركز استطارة ثابت (هدف ثابت). فى حقيقة الأمر يتمتع الهدف دائما بحرية الحركة ومن الضرورى تصحيح النظرية لتشمل هذه الحركة. فى البند ٧-٥ استعرضنا الوسيلة لعمل ذلك أثناء در اسة ذرة الهيدروجين.

ŧ

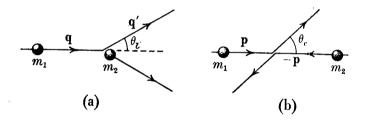
من الممكن دائما التعبير عن حركة جسيمين واقعين تحت تأثير التفاعل المتبادل بينهما بدلالة الحركة الحرة لمركز الثقل⁽²⁾ والحركة النسبية بينهما. للحركة النسبية أهميتها الفيزيائية، وكما أشرنا بالبند $\vee - \circ$ توصف هذه الحركة بنفس المعادلات المذكورة من قبل، على شرط اعتبار الكتلة m على أنها الكتلة المختصرة μ ،

$$\frac{1}{m} \rightarrow \frac{1}{\mu} = \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \qquad (\xi q - 1 \cdot)$$

(1) laboratory and centre of mass systems (2) centre of gravity

واعتبار p على أنها كمية حركة الحزمة فى محاور الإحداثيات التى فيها كمية الحركة الكلية للنظام تساوى صفر . هنا m₁ هى كتلة جسيم الحزمة ، مي كتلة العدف . نظرا لأن مركز الكتلة يكون ساكنا فى هذا النظام فقد أطلق اسم محاور إسناد مركز الكتلة⁽¹⁾ على النظام الإحداثي الذى يحتوى هذا النظام.

فى واقع الأمر تجرى التجارب فى المعمل حيث تكون كمية حركة جسيمات الحزمة مساوية q، مثلا، ويكون الهدف ساكنا. يطلق على النظام الإحداثى الحاوى لهذه العملية اسم محاور الإسناد المعملية⁽²⁾.



شكل ١٠–٥ عملية التصادم موضحين زاوية الاستطارة وكمية الحركة في (أ) النظام المعملي (ب) نظام مركز الكتلة.

لكى نتمكن من مقارنة التجارب المعملية مع الحسابات النظرية من الضرورى تحويل مايتم ملاحظته بالفعل فى محاور الإسناد المعملية إلى مايجب أن نلاحظة فى محاور إسناد مركز الكتلة. ونظرا لأن عملية ملاحظة الفيض المستطار تتم بواسطة أجهزة ماكروسكوبية (ترى بالعين)

⁽¹⁾ C. M. frame (2) Lab. frame

فإن عملية التحويل هذه تعد مسألة كلاسـيكية بحتـة، ويمكـن حلهـا باسـتخدام الأفكار الكلاسيكية العادية.

شكل ١٠- ويوضح التصادم كما يبدو في النظامين المعملي ونظام مركز الكتلة. مركز الكتلة. (q)هي كمية الحركة الكلية في محاور الإسناد المعملية. لذلك فإن سرعة مركز الكتلة v تساوى

$$\upsilon = \frac{q}{m_1 + m_2} \qquad (\circ \cdot - \cdot \cdot)$$

محاور إسناد مركز الكتلة تتحرك في اتجاه الحزمة بسرعة مقدارها u نسبة إلى محاور الإسناد المعملية. وعليه فإن العلاقة بين كميات الحركة في النظامين هي

$$p = q - m_1 \left(\frac{q}{m_1 + m_2}\right) = \frac{m_2 q}{m_1 + m_2} \qquad (o_1 - 1)$$

وحيث أن كمية الحركة الكلية تساوى صفر فهذه القيمة يجب أن تساوى أيضا قيمة كمية الحركة لجسيم الهدف فى محاور إسناد مركز الكتلة (هذا يتضح مباشرة من المعادلة (١٠–٥٠)). من قانون حفظ كمية الحركة نرى أن ذلك متحقق أيضا بالنسبة لكميات الحركة بعد التصادم. إذا كان 'q هى كمية الحركة النهائية لجسيم الحزمة فى محاور الإسناد المعملية فإن المركبة الطولية لكمية الحركة النهائية لجسيم الحزمة تخضع للعلاقة، انظر شكل ١٠–٥

$$q'\cos\vartheta_{\ell} = p\cos\vartheta_{c} + m_{1}\left(\frac{q}{m_{1} + m_{2}}\right)$$

= $p\cos\vartheta_{c} + \frac{m_{1}}{m_{2}}p$ (or-1.)

أما المركبة المستعرضة لكمية الحركة الخطية فمتساوية فى كلا النظامين

$$\begin{aligned} q'\sin\vartheta_{\ell} = p\sin\vartheta_{c} & (-n-0) \\ & \eta \text{ where the product of the set of the$$

فإن نفس الجسيمات سوف سوف يتم ملاحظتها خلال الزاوية $(\vartheta_{e}, \varphi_{e})$

في محاور إسناد مركز الكتلة. ذلك لأن فيض جسيمات الحزمة بالنسبة إلى

الهدف لايتغير بإعطاء سرعة منتظمة للنظام ككل.على ذلك ينبغي أن يكون

$$\sigma(\vartheta_{e},\varphi_{e})d\Omega(\vartheta_{e},\varphi_{e}) = \sigma(\vartheta_{\ell},\varphi_{\ell})d\Omega(\vartheta_{\ell},\varphi_{\ell}) \quad (\circ7-1.)$$

$$j_{e} \downarrow 2ei$$

$$\sigma(\vartheta_{\ell},\varphi_{\ell}) = \sigma(\vartheta_{e},\varphi_{e})\frac{\sin\vartheta_{e}}{\sin\vartheta_{\ell}}\frac{d\vartheta_{e}}{d\vartheta_{\ell}}\frac{d\varphi_{e}}{d\varphi_{\ell}} \quad (\circ\gamma-1.)$$

لهذا فمن المعادلتين (١٠-٥٤)، (١٠-٥٥) وبعد إجراء بعض الحسابات الحبرية، نجد أن

$$\sigma(\vartheta_{\ell},\varphi_{\ell}) = \frac{\left[1 + \left(m_{1}/m_{2}\right)^{2} + 2\left(m_{1}/m_{2}\right)\cos\vartheta_{c}\right]^{3/2}}{\left[1 + \left(m_{1}/m_{2}\right)\cos\vartheta_{c}\right]}\sigma(\vartheta_{c},\varphi_{c})$$

$$(\circ \Lambda - 1.)$$

 $\begin{aligned} \text{define the set of the set o$

فى كل ماسبق من معادلات واضح لنا أن محاور الإسناد المعملية تكافىء محاور إسناد مركز الكتلة عندما تؤول m_2 إلى مالانهاية، وحينئذ تصبح عملية إهمال ارتداد الهدف من التقريبات المقبولة إذا كان $\frac{m_1}{m_2} < 1 > -17$

يكون التمييز بين محاور الإسناد المعملية ومحاور إسناد مركز الكتلة له أهميته القصوى عندما تكون كتل جسيمات الحزمة والهدف متقاربة، كما فى حالة استطارة البروتون-نيوترون

۱۰-۱۰ ملخص

فيما سبق قدمنا النظريتين الميكانيكية الكلاسيكية والكمية لاستطارة حزمة من الجسيمات بواسطة جسيمات الهدف، حيث تمكنا من الحصول على معلومات عن التفاعلات المتبادلة بين الجسيمات. وقد وضحنا ذلك بالبند ١٠–٢ عندما قارنا بين تأثيرات نوعين من طاقات وضع التفاعل. بالنسبة للنظرية الكمية نجد أن النتائج الأكثر أهمية محتواه فى المعادلات من (١٠-٤٠) حتى (١٠-٤٣). هذه المعادلات توضح أن استطارة الموجة-S، عند أى طاقة للجسيمات الساقطة وتحت تأثير أى طاقة وضع، يمكن وصفها بدلالة بار امتر حقيقى مفرد، δ، المسمى بإزاحة الطور.

مسائل ۱۰

$$SS^* = 1$$

بالتعبير عن f بدلالة S وضح أن هذا يؤدى إلى النتيجة التالية:
 $f - f^* = 2\iota k f f^*$
وعليه نحصل فى استطارة الموجة-S على
 $4\pi Im f = k \sigma_{wi}$

الباب الحادى عشر

تفاعل النيوكلون – نيوكلون

(²⁾ الديوترون

كما بنينا فهمنا العميق للتركيب الذرى من الدراسة المفصلة لأبسط الذرات، وهى ذرة الهيدروجين، فإن معظم المعلومات المباشرة عن تفاعل النيوكلون-نيوكلون تُستوحى من دراسة نظام مكون من اثنين من النيوكلونات. نستخلص الجزء الأعظم من المعلومات من تجارب استطارة النيوكلون-نيوكلون، ولحسن الحظ يوجد حالة مقيدة فى نظام النيوترون-بروتون (الديوترون). هذا النظام عبارة عن نواة الهيدروجين التقيل المسماة بالديوتريوم. باعتبارنا لهذا النظام نحصل على معلومات بالغة الأهمية عن طبيعة طاقة وضع النيوكلون-نيوكلون.

ر أينا من قبل أن المقياس النووى للمسافة حوالى cm 12 cm وأن طاقة الوضع النووية عبارة عن تفاعل قصير المدى يؤثر على مسافات لاتزيد عن 10 12 cm. عندما يكون مدى طاقة الوضع النووية كبيرا بدرجة كافية لجعل أزواج عدد A من النيوكلونات تتفاعل مع بعضها البعض فإننا نتوقع لطاقة الربط أن تتغير مع تغير المقدار 2/[(1-A)]، وذلك لأن هذا المقدار يمثل عدد الأزواج المتفاعلة. في واقع الأمر، للأنوية الثقيلة التي تمتاز بتأثيرات سطحية صغيرة نجد أن طاقة ربطها (وكذلك حجمها) تتغير مع تغير A. هذا يقترح علينا أن مدى طاقة الوضع لابد أن يكون صغيرا

⁽¹⁾ nucleon-nucleon interaction (2) deutron (3) nucleon-nucleon potential

إلى الحد اللازم لجعل كل نيوكلون يتفاعل فقط مع أقرب النيوكلونات إليـه. هذا المدى يقدر على أساس المعادلة (٩–٣٦) ليساوى

 $a \simeq 1.5 \times 10^{-15} m$

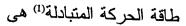
للتبسيط نفرض أن طاقة الوضع مركزية (أى تعتمد فقط على المسافة بين النيوكلونات)، وبذلك تشبه الحالة الأرضية فى ذرة الهيدروجين. كمية الحركة الزاوية للديوترون تساوى صفر، أى أنه واقع فى الحالة-S.

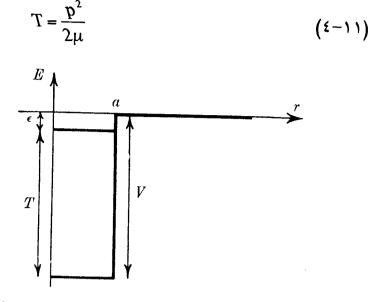
فى دراستنا لذرة الهيدروجين كانت طاقة الوضع معلومة وكانت مشكلتنا هى إيجاد قيم مستويات الطاقات المتاحة. أما فى حالة الديوترون تُؤخذ طاقة الربط من التجارب المعملية لتُستخدم فى وضع شروط على شكل طاقة الوضع. طاقة الربط هذه، ٤، هى الطاقة اللازمة لفصل التين من النيوكلونات. أى أنها تساوى الفرق بين طاقة السكون لكل من البروتون والنيوترون وطاقة السكون للديوترون، أى تساوى

- $\varepsilon = \left(m_p + m_n\right)c^2 m_d c^2 \tag{1-11}$
 - وجد تجريبيا أن
 - $\varepsilon \simeq 2 \text{MeV}$ (Y-11)

إذا كان كل من البروتون والنيوترون فى الديوترون يرتبطان ببعضهما بواسطة طاقة وضع مداها يساوى a، مثلا، فإن المسافة الفاصلة بينهما لابد أن تكون فى حدود قيمة a. من مبدأ عدم التحديد هذا يعنى أن كمية حركتيهما النسبية يجب أن تكون، على الأقل، فى حدود مقدار ما q، حيث (انظر الملحق)

 $p \approx \frac{\hbar}{a} = \frac{1.05 \times 10^{-34}}{1.5 \times 10^{-15}} \text{ mks}$ $\approx 130 \text{ MeV/c}$ ("-11)





شكل ١١–١ منحنى الطاقة للديوترون فى تقريب البئر المربع. لجسيم طاقة ربطه ٤ يجب أن تكون طاقة حركته T ، حيث T+ε=V. إذا كان ٤ «T فطبقا لمبدأ عدم التحديد نجد أن ٤ «V.

حيث µ هي الكتلة المختصرة

$$\frac{1}{\mu} = \frac{1}{m_p} + \frac{1}{m_n} \qquad (\circ - 1)$$

$$\therefore T \approx 20 \text{ MeV} \qquad (1-11)$$

ملقة الربط ع هى الفرق بين طاقة الوضع السالبة V (طاقة الوضع الجاذبة التى تربط الجسيمات بعضها ببعض) وطاقة الحركة T الناتجة من الحركة النسبية للجسيمات. إلا أن ع أصغر بكثير من T، وعليه يتضح أن (انظر شكل ١١-١)

(1) mutual kinetic energy

 $3 \ll T \cong V$ (Y-11)كتقريب أوالى نفرض أن طاقة الوضع عبارة عن بنر مربع نصف قطره a وعمقه V، أى أن V(r) = -V, $r \leq a$ $(\Lambda - 11)$ V(r) = 0, r > aحينئذ يكون ٤- هي القيمة المناسبة لطاقة الجسيمات المتحركة داخل بئر الجهد والمنتمية للحالة التي فيها 0=٤ . إذا كانت الدالة المناسبة لوصف هذه الحالة هي (r) فعندئذ يكون، انظر المعادلة (x-1.)، $\left[-\frac{\hbar^2}{2\mu}\frac{\partial^2}{\partial r^2}+V(r)\right]\chi(r)=-\varepsilon\,\chi(r)$ (9-11)ولهذا نجد $\left(\frac{\partial^2}{\partial r^2} - K^2\right)\chi = 0 \quad , \quad r > a$ (1+-1) حيث $K^2 = \frac{2\mu\varepsilon}{\hbar^2}$ (11-11)وكذلك $\left(\frac{\partial^2}{\partial r^2} + k^2\right)\chi = 0 \quad , \quad r \le a$ (11-11) حيث $k^{2} = \frac{2\mu(V-\varepsilon)}{\varepsilon^{2}} \cong \frac{2\mu V}{\varepsilon^{2}}$ (17 - 11)لابد للدالة x أن تؤول للصفر عند مالانهاية وللدالـة x/r أن تكون محدودة عند نقطة الأصل، وبالتالي يصبح الحل في الصورة $\chi = A \sin kr$, $r \le a$ $(1 \le -11)$

 $\chi = Be^{-Kr}$, r > a(10 - 11)ونظر الاتصال x، 'x عند النقطة r = a فإننا نحصل على $A \sin ka = Be^{-Ka}$ (17-11) $kA\cos ka = -KBe^{-Ka}$ (1Y - 11)بأخذ النسبة بين هاتين المعادلتين (قارن مع المعادلة (٤-٥٠)) نجد $k \cot ka = -K$ (11-11) التي منها نعين قيمة ε بمعلومية كل من a,V. باستخدام التقريب (١١–١٣) نحصل على $\cot ka = -\frac{K}{L} \simeq -\left(\frac{\varepsilon}{V}\right)^{1/2}$ (19 - 11)وهي قيمة صغيرة. لهذا ka $\approx \pi/2$ (1 - 1)من هذه المعادلة والتعريف (١١–١٣) نجد الآتي: $k^{2} = \frac{\pi^{2}}{\Lambda r^{2}} = \frac{2\mu V}{r^{2}}$ (11-11) أو 2 - 1

$$a^2 V = \frac{\pi^2 \hbar^2}{4 m_n} \qquad (\gamma \gamma - 11)$$

العلاقة الأخيرة التى تربط بين عمق بئر الجهد ونصف قطره هى الشرط الموضوع على طاقة الوضع من الحقيقة التجريبية (وهى أن طاقة ربط الديوترون صغيرة). الصورة الدقيقة للعلاقة تعتمد على الشكل الذى اخترناه لطاقة الوضع، إلا أنه باختيار شكل آخر لطاقة الوضع نحصل على شرط مشابه يوضع على حجم طاقة الوضع، 22ه، التى ينبغى أن نحصل عليها. فى الإمكان دراسة العلاقة بين ٧,a بطريقة أخرى، كما يلى:

تتناقص دالة حالة الديوترون في المنطقة r > a تبعا للمعامل [rK-اexp-rk. لذلك يجب تعريف نصف قطر الديوترون بالمقدار 1/K، حيث أن هذا المقدار يعد مقياسا لمدى قيم r التي نحصل عندها على احتمال معتبر لتواجد الجسيمات. من التعريف (١١-١١) نجد $\frac{1}{K} = \frac{\hbar}{(m \epsilon)^{1/2}}$ $(\Upsilon T - 11)$ ولكن من شرط الربط الضعيف (١١-٢٢) يصبح نصف قطر طاقة الوضع مساويا $a = \frac{\pi}{2} \frac{\hbar}{(m V)^{1/2}}$ (Y - 1)لهذا $\frac{\left(1/K\right)}{\pi} = \frac{2}{\pi} \left(\frac{V}{r}\right)^{1/2}$ (10 - 11)وهذا عبارة عن عدد أكبر من الواحد الصحيح. من المعادلات (١١–٢)، (١١–٢)، (١١–٢) نستخلص أن قيمة هذا العدد في حدود ثلاثة. ومن هنا نرى أن نصف قطر الديوترون أكبر بصورة بينة من نصف قطر طاقة الوضع. إنه حقا تركيب ترابطي ضعيف جدا الذي

من نصف قطر طاقة الوضع. إنه حقا تركيب ترابطي ضعيف جدا الذي فيه تقضى الجسيمات معظم وقتها خارج مدى طاقة الوضع الجاذبة التي تربط بين بعضها البعض.

۲-۱۱ استطارة النيوترون-بروتون⁽¹⁾ نعتبر الآن استطارة حزمة من النيوترونات بو اسطة البروتونات عند

(1) neutron-proton scattering

طاقات منخفضة. أى عند الطاقات التى يحدث عندها استطارة للحالة التى فيها ٥٤.
فيها ٥٤.
سنوضح فيما يلى أنه يمكن التعبير عن ذلك بدلالة طاقة ربط الديوترون.
نضع التعريف

$$U(\tau) (\tau) (\tau)$$
 ((τ)
 $U(\tau) (\tau)$ ((τ)
 (τ) ((τ)
 (τ) ((τ) ((τ))
 (τ) ((τ) ((τ))
 $L(\tau)$ ((τ) ((τ) ((τ)))
 $L(\tau)$ ((τ) ((τ))
 $L(\tau)$ ((τ) ((τ) ((τ)))
 $L(\tau)$ ((τ) ((τ))
 $L(\tau)$ ((τ) ((τ)) ((τ) ((τ))
 $L(\tau)$ ((τ) ((τ)) ((τ) ((τ)) ((τ) ((τ)) ($((\tau)$) ((τ) (

۲.0

وإذا كان الشكل التقريبي للدالة (x(r) عند مسافات كبيرة r هو (r) ف فبنفس
الطريقة نحصل على
الطريقة نحصل على

$$\left[H_2 \frac{\partial \phi_1}{\partial r} + \phi_1 \frac{\partial \phi_2}{\partial r} \right]_0^R = \left[\frac{2\phi_1}{\rho} + \phi_1 \frac{\partial \phi_1}{\rho} + \phi_2 \frac{\partial \phi_1}{\rho} + \phi_2 \frac{\partial \phi_1}{\rho} \right]$$

 (r)
 (r)

ولهذا

$$\left[\phi_2 \frac{\partial \phi_1}{\partial r} - \phi_1 \frac{\partial \phi_2}{\partial r}\right]_{r=0} = \left(k_2^2 - k_1^2\right)_0^R (\chi_1 \chi_2 - \phi_1 \phi_2) dr \qquad (\Im \Im - 11)$$

عندما يكون المقدار k₁ موجبا فإن الوضع القائم يعبر عن استطارة، وطبقا للمعادلة (١٠ - ٣٨) يكون

$$\phi_{k_{1}}(r) = \phi_{k}(r) \approx \left[\frac{e^{\iota(kr+\delta)} - e^{-\iota(kr+\delta)}}{2\iota k}\right] e^{\iota\delta} \qquad (\forall \ell-11)$$
$$= \frac{\sin(kr+\delta)}{\sin\delta} \qquad (\forall \ell-11)$$

$$\sin\delta$$
 (ro-)

حيث من الملائم ضبط عملية التسوية لكي يصبح $\phi_k(0) = 1$ ("1-1)

إذا كانت قيمة المقدار k2 سالبة فإننا نحصل على حالة مقيدة. يمكن وضع $k_{2}^{2} = -K$ ("-11) وهو نفس الرمز المستخدم في البند السابق. وعليه

 $\phi_{k_2} = \phi_K = e^{-Kt}$ (mA-11)التي تُسوى هي الأخرى ليصبح $\phi_{x}(0) = 1$ (mq - 11)نظر الأن طاقة الوضع من النوع قصير المدى فإن الصور الافتر اضية⁽¹⁾ للدوال \ تساوى دالة الحالة المضبوطة المناظرة، وذلك على معظم مدى التكامل بالمعادلة (١١-٣٣). كتقريب من الرتبة الأولى يمكن إهمال الحد المحتوى على هذا التكامل. بتتبع هذا التقريب والتعويض من المعادلتين (١١-٣٥)، (١١-٣٨) في المعادلة (١١-٣٣) نحصل على $k \cot \delta = -K$ $(\xi \cdot - 1)$ وحيث أن K ترتبط مباشرة بطاقة الربط، المعادلة (١١-١١)، فإن هذه العلاقة تعين إزاحة طور الموجة-S، وبالتالي تعين إزاحة طور الاستطارة عند الطاقات المنخفضة بدلالة طاقة ربط الديوترون. لقيم k الصغيرة نجد $\delta \simeq -k/K$ (11-11) هذا يوضح (بالمقارنة بالمعادلة (١٠ - ٤٦)) أن نصف قطر الديوترون، 1/K، يعادل نصف قطر الكرة الصلبة المكافئة، وذلك في حالة الاستطارة عند الطاقات المنخفضة للغاية. في محيط هذا التقريب نحصل على $\sigma = \frac{4\pi\sin^2\delta}{1r^2} = \frac{4\pi\delta^2}{1r^2}$ $=\frac{4\pi}{x^2}$ $(\xi Y - 11)$ $=\frac{4\pi\hbar^2}{m_{\rm n}\epsilon}$

(1) asymptotic forms

بالتعويض بالقيم المقاسة تجريبيا فى المعادلة السابقة نحصل على مساحة المقطع المحسوبة نظريا، وهى فى حدود المقدار 2m² 2 (= 2m²). (= barn المقطع المحسوبة نظريا، وهى فى حدود المقدار 2m² 2m² (= 2m²). أما مساحة المقطع المقاسة تجريبيا فتساوى 50 barn نظر الأن المبادىء التى تم على أساسها استنتاج المعادلة (11–21) عامة للغاية (فهى تعتمد فقط على افتراض قصر مدى طاقة الوضع) فيبدو لنا لأول وهلة غرابة التباين الشديد بين القيمتين النظرية والتجريبية لمساحة المقطع. إلا أن تفسير هذا التباين فى غاية السهولة. فالنيوكلونات تشبه المقطع. إلا أن تفسير هذا التباين فى غاية السهولة. فالنيوكلونات تشبه المقطع. إلا أن تفسير هذا التباين فى غاية السهولة. فالنيوكلونات تشبه المقطع. إلا أن تفسير هذا التباين فى غاية السهولة. فالنيوكلونات تشبه المقطع. إلا أن تفسير هذا التباين فى الأخرى حركة مغزلية. بأخذ هذه الحركة فى الاحتبار تعود مرة أخرى الأمور إلى نصابها.

١١-٣ التفاعلات المعتمدة على المغزلية

إذا كان لكل من البروتون والنيوترون مغزلية مقدار ها 1/2 (مقاسة بوحدات ħ) فطبقا للوجهة الكلاسيكية تأخذ المغزلية الكلية لنظام البروتون-نيوترون أى مقدار واقع فى المدى بين الصفر والواحد الصحيح. هذا المقدار سوف يعتمد على التوجيه النسبى لمتجهى المغزلية. نحصل على القيمتين العظمى والصغرى للمغزلية الكلية من التشكيل المتوازى والمتوازى ضديديا، على الترتيب للمتجهى المغزلية أما من الناحية الكمية فنعلم أنه يتاح لنا قيمتان فقط للمغزلية الكلية، وهما الصفر والواحد الصحيح.

لتأكيد المفهوم السابق يكفى حساب عدد الحالات المستقلة للمغزلية. يبقى هذا العدد بدون تغيير عند تعيين الحالات المستقلة للمغزلية بدلالة المغزلية الكلية لجسيمى النظام ككل وتوجيهها، أو بدلالة المغزليات المنفردة لكل جسيم على حده وتوجيهها، وذلك بسبب تكافؤ هاتين الطريقتين. المغزليات المنفردة للبروتون أو النيوترون تكون إما لأعلى أو لأسفل نسبة إلى اتجاه اختيارى معين. ينشأ عن هذا التصنيف الحالات التى أشرنا إليها بالبند السابق بالرموز <1⁄2 ,<1/2 . وعليه يتواجد أربع حالات مستفلة نشير إليها بالرموز

 $\left|+\frac{1}{2}\right\rangle_{p}\left|+\frac{1}{2}\right\rangle_{n},\left|+\frac{1}{2}\right\rangle_{p}\left|-\frac{1}{2}\right\rangle_{n},\left|-\frac{1}{2}\right\rangle_{p}\left|+\frac{1}{2}\right\rangle_{n},\left|-\frac{1}{2}\right\rangle_{p}\left|-\frac{1}{2}\right\rangle_{n}\right\rangle$

إذا أطلقنا على المغزلية الكلية الرمز زفهذا يعنى وجود عدد (2j+1 من الحالات المستقلة للمغزلية (انظر الباب السادس). على ذلك إن وجد شلات حالات المغزلية الكلية لكل منها تساوى الواحد الصحيح، بالإضافة إلى حالة واحدة المغزلية الكلية لها تساوى الصفر، فهذا مرة ثانية يعطينا العدد الكلى الصحيح للحالات المستقلة للمغزلية .

بالإشارة إلى الحالة التى مغزليتها الكلية j و المركبة-z لها m بالرمز (j,m) جالات المغزلية تر تبطان بالعلاقات $|1,+1\rangle = |1/2\rangle_{n} |1/2$

نحصل عل الحالتين <1+,1|، <1-,1| بترتيب المغزليتين المنفردتين لكل من البروتون والنيوترون بالطريقة التى تجعل المركبة-z الكلية للنظام ككل مساوية 1+ مرة، 1- فى المرة الأخرى. يأتى بعد ذلك التشكيل <1,0| الذى يتمتع أيضا (كما فى التشكيلين السابقين <1+,1|، <1-,1|) بخاصية التماتل تحت عملية الاستبدال p حج. أما الحالة <o,o فلابد أن تتكون من تراكب متماثل ضديديا، نظر التعامدها مع الحالات الثلاث السابقة.

يصاحب كل من البروتون والنيوترون حركة مغزلية، وبالتالى يجب إدخال مؤثرات المغزلية لباولى $\hat{\sigma}_{n}, \hat{\sigma}_{p}$ (المؤثر $\hat{\sigma}$ له المركبات $\hat{\sigma}_{z}, \hat{\sigma}_{y}, \hat{\sigma}_{x}$). لابد لطاقة وضع التفاعل أن تعتمد على هذين المؤثرين، بالضبط كما كان طاقة وضع الإلكترون الواقع تحت تأثير مجال مغناطيسى معتمدة على $\hat{\sigma} \cdot B$ (انظر المعادلة (٨-٢٢)).

لابد لطاقة الوضع أن تكون كمية قياسية، وعليه فإن المؤثرات المغزلية، التى تكتب فى صورة متجه محورى لابد أن تظهر مضروبة ضربا قياسيا فى متجه محورى آخر. الإمكانية الواضحة لعمل ذلك تتجلى فى الكمية $\hat{r} \cdot (\hat{\sigma}_{\pi} + \hat{\sigma}_{p})$. مع العلم بأن مركبات \hat{J} هى مؤثرات كمية الحركة الزاوية المدارية، المعادلة (٦–٢). إلا أنه فى الحالة التى فيها ٥= ٤ لايضيف هذا المؤثر بالتأكيد أى مساهمة . من أبسط الحدود التى لاتتلاشى فى مسألتنا هى طاقة وضع التفاعل المتناسبة مع الكمية القياسية $\hat{\sigma}_{\pi} \cdot \hat{\sigma}_{p}$.

لحساب تأثير هذا المؤثر على الحالات التى مغزليتها الكلية مساوية $\langle 0, 0 \rangle$, $j = 0, |0\rangle$; $j = 1, |1\rangle$ $\hat{J} = \frac{1}{2}(\hat{\sigma}_{p} + \hat{\sigma}_{n})$

لهذا

$$\hat{\sigma}_{p} \cdot \hat{\sigma}_{n} = 2 \left[\hat{J}^{2} - \left(\frac{1}{2}\hat{\sigma}_{p}\right)^{2} - \left(\frac{1}{2}\hat{\sigma}_{n}\right)^{2} \right] \qquad (\pounds \circ - 11)$$

$$e_{p} \cdot \hat{\sigma}_{n} = 2 \left[\hat{J}^{2} - \left(\frac{1}{2}\hat{\sigma}_{p}\right)^{2} - \left(\frac{1}{2}\hat{\sigma}_{n}\right)^{2} \right]$$

$$e_{p} \cdot \hat{\sigma}_{n} \cdot \hat{\sigma}_{n} | j \rangle = 2 \left\{ j(j+1) - \frac{1}{2}\left(\frac{1}{2}+1\right) - \frac{1}{2}\left(\frac{1}{2}+1\right) + \frac{1}{2}\left(\frac{1}{2}+1\right) \right\}$$

وهذا يتأتى من المعادلة (١١-٤٣) نظرا لأن مَ ثَ يؤثر فقط على الحالات المناسبة م أ ± 1/2 يؤثر فقط على الحالات المناسبة م أ ± 1/2. بعد التعويض عن قيم j نحصل على $\hat{\sigma}_{\mathbf{p}} \cdot \hat{\sigma}_{\mathbf{n}} |1\rangle = |1\rangle$ $(\xi V - 11)$ $\hat{\sigma}_{n} \cdot \hat{\sigma}_{n} |0\rangle = -3|0\rangle$ (\$ 1 - 1 1) نفرض أن طاقة وضع التفاعل بين النيوترون والبروتون تساوى $V_c(r) + \hat{\sigma}_n \cdot \hat{\sigma}_n V_s(r)$ (19-11)يجب على دالة الحالة أن تحتوى (بالإضافة إلى الجزء الفراغي منها) على معامل يعين مغزلية النيوكلونات. من الأنسب عمل هذه الإضافة بدلالة المغزلية الكلية، وذلك بواسطة أحد متجهات المغزلية <j . للاستطارة التي فيها ٥= ٤ تكتب معادلة شرودنجر المناسبة كالآتي: $\left[-\frac{\hbar^2}{2\mu}\frac{\partial^2}{\partial r^2} + V_C(r) + \hat{\sigma}_n \cdot \hat{\sigma}_p V_S(r) - \frac{\hbar^2 k^2}{2\mu}\right] \chi_j(r) |j\rangle = 0 \quad (\circ, -11)$ عندما يكون <1 = < j نحصل على، باستخدام المعادلة (١١-٤٧) $\left[-\frac{\hbar^2}{2\mu}\frac{\partial^2}{\partial r^2}+V_c(r)+V_s(r)-\frac{\hbar^2k^2}{2\mu}\right]\chi_1(r)=0$ (01-11) حيث اختصرنا متجه المغزلية <j من دالة الحالة الكلية نظرًا لعدم وجود أى مؤثرات بعد تعتمد على المغزلية. بالمثل، باستخدام المعادلة (١١-٤٨) عندما يكون <o| = <j| نجد الآتي $\left[-\frac{\hbar^2}{2\mu}\frac{\partial^2}{\partial r^2}+V_c(r)-3V_s(r)-\frac{\hbar^2k^2}{2\mu}\right]\chi_0(r)=0$ (07-11) للديوترون مغزلية مساوية للواحد الصحيح، ولذلك دالة حالته حل للحالة المقيدة بالمعادلة (١١–٥١). باتباع نفس المفاهيم المذكورة بالبند

تعين استطارة الطاقات المنخفضة، σ_0 ، للحالات التى مغزليتها تساوى صفر من طاقة الوضع الفعالة المستقلة تماما الموجودة بالمعادلة (١١–٥٢) $V_0(r) = V_c(r) - 3V_s(r)$

نظرا لوجود ثلاث حالات بمغزلية مساوية للواحد الصحيح، وحالة واحدة فقط مغزليتها مساوية للصفر، وأيضا لتساوى احتمال تواجد الجسيم فى أى من هذه الحالات الأربعة، فإن مساحة مقطع استطارة النيوترون-بروتون، عند الطاقات المنخفضة، تساوى

$$\sigma = \frac{3}{4}\sigma_1 + \frac{1}{4}\sigma_0 \qquad (\circ \circ - 1)$$

بمعلومية طاقة ربط الديوترون نعين قيمة σ₁ ، إلا أنها لاتمدنا بأية معلومات عن قيمة σ₀ ، وبذلك يكون قد تم تحليل التباين الظاهرى الوارد بالبند السابق.

أدت التجارب التى استخدم فيها حزم من البروتونات بطاقات أكبر إلى نتائج أكثر أهمية، وسوف نستعرض ذلك فى البند القادم.

11-٤ عرض للتطورات الإضافية

حتى الآن لم تحل بعد مسألة تعيين طاقة وضع تفاعل النيوكلون-نيوكلون. فيما سبق درسنا نظرية استطارة البروتون-نيوترون، من الصعوبة بمكان إجراء تجربة مباشرة على هذا الموضوع، حيث لايمكن الحصول على هدف يتكون فقط من النيوترونات. يبدو لنا أن تصادم البروتون-بروتون من الممكن إجراؤه تجريبيا، حيث نستطيع عمليا تعجيل البروتونات وإسقاطها على هدف مكون من الهيدروجين السائل. عند الطاقات المنخفضة للحزمة الساقطة تندفع البروتونات مبتعدة عن بعضها البعض (نتيجة للتنافر الكولومى بين البروتونات الساقطة وبروتونات البعض (نتيجة للتنافر الكولومى بين البروتونات الساقطة وبروتونات الهدف) قبل أن تتقارب بمسافة كافية لبدء تأثير التفاعل النووى قصير المدى، وتجربة رذرفورد خير شاهد على ذلك. فى مثل هذه الأحوال يتحكم فى سير التصادمات التأثيرات الكهربية المعروفة ولانستطيع التوصل إلى معلومات مباشرة عن التفاعل النووى. لذلك دعت الضرورة أن يكون المتطلب التجريبى الأول هو أن يصاحب البروتونات الساقطة طاقات عالية لدرجة تستطيع بها أن تنفذ إلى منطقة التفاعل النووى.

بزيادة طاقة البروتونات الساقطة لم يلاحظ تجريبيا أى ظاهرة ملفتة للانتباه، إلى أن وصلنا إلى طاقة مساوية للمقدار MeV (مقاسة فى محاور إسناد المعمل - أى تكافىء طبقا للمعادلة (١٠ – ٢٣) MeV فى نظام مركز الكتلة). عند هذه الطاقة يحدث تغير ا وصفيا للتفاعل ، فبدلا من ظهور البروتونات بعد التفاعل، مثل زوج من كرات البلياردو، محافظة على قانون حفظ طاقة الحركة فإنها (تظهر بعد التصادم بطيئة تماما ويصاحبها جسيم ثالث وهو الميزون- π .

تعد هذه النتيجة مثالا مباشرا على قانون حفظ الطاقة، المطابق لما تم تعديله بو اسطة النظرية النسبية بوجوب إضافة طاقة السكون للجسيمات فى معادلة اتزان طاقة التصادم. مع العلم أن طاقة الحركة وطاقة السكون يمكن تحويل أى منهما إلى الآخر. كتلة الميزون- π حوالى MeV/c²، وعليه فطاقة السكون له تساوى 140 MeV . نظرا لأن طاقة الحركة التى تساوى هذا القدر متاحة فى نظام إحداثيات مركز الكتلة فإن هناك إمكانية لتوليد الميزون- π فى تصادم البروتون-بروتون. معظم طاقة الحركة الابتدائية للبروتونين الداخلين فى التفاعل تتحول إلى طاقة سكون للميزون- π .

بالرغم من اكتشاف هذا التفاعل سنة ١٩٤٧ إلا أنه كان متوقعا حدوثه قبل ذلك بسنوات، في واقع الأمر فقد اقْتُرِح هذا التفاعل نظريا سنة ١٩٣٥.

يتفاعل الإلكترون والبروتون في ذرة الهيدروجين من خلال طاقة الوضع الكولومية. بالتعبير عن نظرية الإشعاع بواسطة ميكانيكا الكم نرى أن الإشعاع يظهر على هيئة فوتونات. حينئذ يمكن وصف التفاعل الكولومي كتبادل للفوتونات بين الجسيمين المشحونين. تتفاعل الجسيمات بالضبط مثل لاعبين للكرة، حيث يقذف أحدهما الكرة للآخر. مثل هذا النوع من التفاعل يظهر طبيعيا عند تراكب ميكانيكا الكم مع النظرية النسبية، وقد اقترح يوكاوا⁽¹⁾ أن التفاعل النووي يجب أن يكون من مثل هذا النوع من التفاعلات. يرتبط مدى هذه التفاعلات بكتلة الجسيم المتبادل. يمكن للاعبي كرة، مثلا، أن يقذفا كرة تتس لمسافة كبيرة ولكن يجب أن يقتربا من بعضهما إذا أرادا تبادل كرة تقيلة. على ذلك يجب تأسيس مدى التفاعل الذي إعتاريا من ألامية الخاصية الحاصلين عليها من m والثوابت الأخرى أن. أن من من مثل مدى التفاعل الذي ألمان أن من من مثلة من أن أنها النظرية الكمية النسبية) مل أن أن أنها من أن أن أن أنها أن أن أنها أن أن أنها النوع من أنها المنيادل.

(1) Yukawa

R ≈ 1.5 × 10⁻¹³ cm بالتوافق مع المعادلة (٩–٣٦) فإن طاقة السكون للجسيم تحت الدر اسة تساوى

 $mc^2 \approx 130 \, MeV$

طبقا لفكرة يوكاوا فهذه الجسيمات يمكن إنتاجها فى تصادمات النيوكلون-نيوكلون إذا أتيح طاقة كافية فى التفاعل. عملية ظهور الميزونات- π بطاقة سكون تقترب من هذا المقدار تعتبر خير دليل مباشر على نظرية يوكاوا.

إلا أنه بزيادة طاقة تصادم البروتون – بروتون أكثر من ذلك يتولد العديد من الجسيمات النووية – الجزئية⁽¹⁾ المسماة بالجسيمات الأولية⁽²⁾. كان من غير المتوقع ظهور هذه الجسيمات تماما. عند طاقات أعلى من الحد السابق يبدأ ظهور الجسيمات الضديدية المناظرة. تلك الجسيمات تُبدى نفس علاقة الجسيمات كما هو حاصل بين البوزيترونات والإلكترونات. عند تصادم الجسيمات الضديدية مع الجسيمات المناظرة تختفى وتتحول كتلها بسرعة إلى جسيمات أخف بالإضافة إلى طاقة حركة.

من المعروف الآن أن العدد الكلى للجسيمات والجسيمات الضديدية قد تجاوز المائة. نعرض فى الجدول ١١–١ الجسيمات والجسيمات الضديدية التى تم الكشف عنها حتى حوالى سنة ١٩٦٠ . من الملاحظ بالجدول أن

⁽¹⁾ sub-nuclear particles (2) elementary particles

معظم هذه الجسيمات غير مستقر وتتحلل إلى جسيمات أخرى بمتوسط عمر يتراوح بين ⁶10 إلى ¹⁰ ثانية. بعض هذه الجسيمات مثل الميونات⁽¹⁾، µ، والنيوترينات⁽²⁾، ٧، لاتُتَتج مباشرة فى تصادمات النيوكلون خيوكلون ولكن تظهر فقط من نواتج تحلل الجسيمات الأخرى.

تعد فترة عمر الجسيمات الغير مستقرة طويلة طبقا للمقياس النووى للزمن $\left(\frac{\hbar}{m c^2}\right) \simeq 10^{-24} \ sec$

ولذلك فإن التفاعلات المتسببة في تحلل هذه الجسيمات الغير مستقرة تكون ضعيفة للغاية. على ذلك يوجد نوعان من التفاعلات النووية قصيرة المدى، وهي

 ١- التفاعلات القوية : وهى التى تربط النيوكلونات بعضها ببعض وينتج عنها الميزونات - π والجسيمات الأخرى المُنتَجة فى تصادمات النيوكلون-نيوكلون.

٢ - التفاعلات الضعيفة : وهي التي تتسبب في تحلل تلك الجسيمات.

ينبغى إضافة هذين النوعين من التفاعلات النووية قصيرة المدى إلى النوعين الآخرين (المعروفين للفيزياء الكلاسيكية) من التفاعلات النووية طويلة المدى وهما التفاعل الكهرومغناطيسى الذى وضع أسسه ماكسويل وتفاعل الجذب العام لنيوتن.

⁽¹⁾ muons (2) neutrinos

جدول ١١–١ الجسيمات الأولية. الرمز العلوى جهة اليمين يشير إلى الشحنة الكهربية. تظهر الجسيمات فى صورة أزواج من الشحنات المختلفة وتعرف باسم الجسيم والجسيم الضديد. أعطيت الكتل لأقرب 5 MeV/c² . هذا الجدول يلخص الوضع الكائن كما كان معروف حتى سنة ١٩٦٠. تم مناقشة تطورات حديثة أخرى فى الجزء الرابع من هذا الكتاب.

							سته ۱۱۱۹
		الجسيم	نواتج التحلل	متوسط	الكتلة		الجسيم
				العمر	(MeV/c^2)	المغزلية	
				(ثانية)		ħ	
ريونات	البار	Ξ	$\Lambda + \pi^{-}$	10-10	1320	<u>h</u> 112	<u></u> ±
		Ξ_o	$\Lambda + \pi^{0}$	10-10	1315	1/2	Ξo
		Σ^{\pm}	$n+\pi^+, p^++\pi^0$	10-10	1190	112	$\overline{\Sigma}^{\mp}$
		Σ_{θ}	Λ+γ	10-18	1190	112	$\overline{\Sigma}{}^{0}$
		$V_{ ho}$	$p^+ + \pi^-$	10-10	1115	1/2	$\overline{\Lambda}^{\mathfrak{d}}$
		п	$p^+ + e^- + \overline{v}$	10 ³	939	1/2	\overline{n}
 		p_{+}		مستقر	938	112	\overline{q}^-
ميزونات	اله	K+	$2\pi, 3\pi; \mu + \nu$	10-8	495	0	<u></u> <u><u></u><u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u></u></u>
		K ₀	2π, 3π	10-10	500	0	\underline{K}_{o}
		η ⁰	2γ,3π	10-16	560	0	$\overline{\eta}^{o}$
		π+ π ⁰	$\mu^+ + \nu$	10-8	140	0	π⁻
			2γ	10-16	135	0	$\overline{\pi}^{0}$
الفوتون		γ		مستقر	0	1	γ
اللبتونات							
الميون		μ-	$e^- + v + v$	10-6	105	1/2	μ+
الإلكترون		e-		مستقر	1/2	1/2	e+
النيو ترينو 		ve		مستقر	0	112	\overline{v}_{e}
النيو ترينو		ν_{μ}		مستقر	0	112	$\overline{\mathbf{v}}_{\mu}$

TIV

بإدخال الثوابت التى ليس لها أبعاد، مثل ثابت التركيب الدقيق (المعادلة (٨-٦٠))، لتعريف شدة التفاعلات الأربعة الأساسية الموجودة فى الطبيعة نحصل على الجدول ١١-٢.

الجدول ١١-١ والجدول ١١-٢ يصفان المادة الأولية للفيزياء كما نعرفها الآن. فالكون ككل من مادة وإشعاع تأسس من واحد وثلاثين جسيما أوليا مبينة بالجدول ١١-١. كل حدث سواء وصف بوسائل فيزيائية أو كيميائية يكون المتسبب فيه أحد الأنواع الأربعة من التفاعلات المذكورة بالجدول ١١-٢.

إنه حقا تخليق جدير بالاعتبار ومعقد بدرجة أكبر بكثير جدا من توقعاتنا، وهناك الكثير من الأشياء التي لم نبتدىء حتى في فهمها بعد. فسبحان الله خالق كل شيىء.

جدول ١١-٢ التفاعلات الأساسية في الطبيعة موضحين شدة ومدى كل تفاعل.

مدى طاقة الوضع	الشدة	التفاعل
∞ (يتبع القانون 1/r)	$e_{\rm M}^2/\hbar c = 1/137$	كهرومغناطيسي
∞ (يتبع القانون 1/r)	$\gamma m_p^2 / \hbar c \simeq 10^{-36}$	جذب
قصير (~ m ~(10 ^{·15} m)	$g^2/\hbar c \simeq 1$	قوی (نووی)
قصير (~ m ~) قصير	$f^2/\hbar c \simeq 10^{-10}$	ضعیف (نووی)

يبدو لنا الآن أن طاقة وضع النيوكلون-نيوكلون هى صورة من صور التفاعلات النووية القوية. نتشأ كل النماذج المعقدة لتحلل الجسيمات، المبينة بالجدول ١١-١، من التفاعلات الضعيفة. لانملك الآن معلومات تفصيلية عن التفاعلات القوية والضعيفة، إلا أنه قد ظهر حديثا بعض التقدم فى تصنيف الجسيمات التي تتفاعل بقوة، وهذا ماتم عرضه بالباب الخامس عشر.

1

الجزء الرابع

النظرية العامة والفيزياء النووية -الجزئية

الباب الثانى عشر المؤثرات ومتجهات الحالة

۱–۱۲ رموز دیراك

قد بينا لكم بالباب الثالث ضرورة إدخال المؤثرات لتمثيل عمليات القياس أو الملاحظة على الأنظمة الكمية. كما عرضنا هناك الوسيلة لربط عمليات حساب المؤثرات بالملاحظات على الأنظمة الفيزيائية الكمية. وحتى لاتظهر تلك المفاهيم بصورة غامضة قمنا بالتعليق على عدد من النقاط الرياضية الأساسية التى سنعود إليها مرة أخرى الآن. على وجه الخصوص وضحنا بالباب الثالث أن المعنى الفيزيائي لتكامل التطابق، الذى أدخل كفرض إضافى بالمعادلة (٣-٣٩)، يمكن استنتاجه من الفروض التفسيرية الأخرى المدونة بالبند ٣-٢.

من العوامل التى تساعدنا كثيرا على فهم التركيب الرياضى الجديد للنظرية الكمية هو إدخال الرموز التى وضعها ديراك. اتضح لنا أثناء دراستنا للباب الثامن ضرورة (حتى يتسنى لنا وصف الحركة المغزلية) تعميم النظرية الكمية لتشمل إمكانية إدخال المؤثرات المصفوفة فى الاعتبار لتلعب نفس الدور الذى تقوم به المؤثرات التفاضلية ودوال الحالة. وضعت رموز ديراك حتى يستغل هذا التشابه إلى أقصى مدى (التشابه فى الحكم بين المؤثرات المصفوفة وكل من المؤثرات التفاضلية ودوال الحالة). أدخلت هذه الرموز من قبل بالبابين الثامن والحادى عشر لوصف متجهات الحالة المغزلية. أما الآن فسوف نُهيىء نظرية دوال الحالة فى شكل مشابه.

222

فيما سبق كتبنا دالة الحالة العامة (أى الدالة الغير مناسبة لأى عملية ملاحظة) فى الصورة (ψ(r) باستخدام رموز ديراك تكتب هذه الدالة على النحو

- $\psi(x) \equiv \langle x | \psi \rangle \tag{1-11}$
- كما ندخل رمز الدالة المركبة المصاحبة لها كالآتى: $\psi^{*}(x) = \langle \psi | x \rangle$

من الأنسب غالبا عدم ذكر الاعتماد الصريح للدالة على x، وعليه نشير إلى الدالة ببساطة بالرمز $\langle \psi |$. باستخدام هذه الرموز الجديدة نرى أنه من دواعى الدقة إطلاق اسم متجه الحالة على $\langle \psi |$ عوضا عن دالة الحالة. متجه الحالة يقوم فى الفراغ بدور مشابه تماما للدور الذى تقوم به متجهات المغزلية التى قدمناها بالبند $\Lambda - \gamma$.

لمتجه المغزلية مركبتان هما $\langle \psi | 1 \rangle, \langle \psi | 2 \rangle$ ، انظر المعادلة (٨-١٣). تكتب هاتان المركبتان فى صورة أخرى (انظر المعادلة (٨-٤٥)) وهى $\langle \psi | 2 + \rangle, \langle \psi | 2 - \rangle$. يمكن النظر إلى الرمز $\langle \psi | x \rangle$ بنفس المفهوم السابق، أى أنه المركبة-x لمتجه الحالة $\langle \psi |$. على ذلك يوجد عدد لانهائى من المركبات التى تعين من المتغير x الذى يتغير لتكوين دالة الحالة (x) = $\psi(x)$.

نستطيع الآن كتابة شرط التسوية، المعادلة (٣-٣٢)، كالآتى: (٣-١٢) $dx = 1 = \frac{2}{|\langle \psi \rangle|} = \frac{1}{|\langle \psi \rangle|}$ حيث يجرى التكامل كالمعتاد على المدى الفيزيائى الكامل للقيمة المتغيرة بالمعادلة.

يكتب شرط التسوية بدلالة متجهات الحالة فى الصورة

$$\begin{split} &(1-2) \qquad 1=\langle \psi|\psi\rangle \\ &[i(-2)) \qquad i(-2) \qquad \langle \phi|x\rangle = \langle x|\psi\rangle \\ &[i(-2)) \qquad \langle \phi|x\rangle = \langle x\rangle \\ &[i(-2)) \qquad \langle \phi|x\rangle = \langle x\rangle \\ &[i(-2)] \qquad \langle \psi|\phi\rangle = \langle \phi|,\psi| \ ([le(t_{c}+lhasktLh ((-1)))) \\ &[i(-1)] \qquad \langle \psi|\phi\rangle = xb\langle \psi|x\rangle \langle x|\phi\rangle \\ &[i(-1)] \qquad \langle \psi|\phi\rangle = xb\langle \psi|x\rangle \langle x|\phi\rangle \\ &[i(-1)] \qquad (i(-1)) \qquad \langle \psi|\phi\rangle = xb\langle \psi|x\rangle \langle x|\phi\rangle \\ &[i(-1)] \qquad (i(-1)) \qquad (i(-1)) \\ &[i(-1)] \qquad (i(-1)) \\ &[i(-1)] \qquad (i(-1)) \qquad (i(-1)) \\ &[i(-1)] \\$$

كتابة $\left\{ u_{a_n} \right\}$ بدلا عن $\left\{ a_n \right\}$ إلا أن شكل القوس فى التعبير الأخير يدلل على أن هذا أننا نتعامل مع متجه حالة، كما أن القيمة المناسبة a_n تدل على أن هذا المتجه هو المتجه المناسب، بالإضافة إلى أن الرمز u لا يحمل أى معلومات إضافية أخرى وبالتالى من الأنسب إهماله والتعامل مع الصور المختصرة (1-۹)، (1--۱).

تكتب معادلة القدر المناسب (۲-۲) طبقا لرموز دير اك كما يلى: $\hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x})\langle x | a_n \rangle = a_n \langle x | a_n \rangle$ (۱۱–۱۲)

عند عدم الرغبة في كتابة الاعتماد على المتغير x صراحة يمكن عندئذ استبدال المعادلة (١٢–١١) بالصورة المختصرة

 $\hat{A}|a_{n}\rangle = a_{n}|a_{n}\rangle \qquad (17-17)$

التي تعتبر تعميما للمعادلة (٨–١٦) الخاصة بالمغزلية.

باستخدام الرموز سالفة الذكر لايتسنى لنا بالطبع تبسيط الحسابات الفعلية الخاصة بالقيم والدوال المناسبة المشار إليها فى الأبواب السابقة. ولكن يبدو من المفيد إعادة ذكر بعض النتائج على ضوء هذه اللغة الجديدة. حينئذ تظهر معادلة القدر المناسب للمركبة-z لكمية الحركة الزاوية، المعادلة (٦-٥)، فى الشكل

- $\hat{\ell}_{z}(\varphi)\langle \varphi | \ell_{z} \rangle = \ell_{z} \langle \varphi | \ell_{z} \rangle$ $\hat{\ell}_{z}(\varphi) \langle \varphi | \ell_{z} \rangle = \ell_{z} \langle \varphi | \ell_{z} \rangle$ $\hat{\ell}_{z}(\varphi) \langle \varphi | \ell_{z} \rangle = \ell_{z} \langle \varphi | \ell_{z} \rangle$
- $\hat{\ell}_{z}|\ell_{z}\rangle = \ell_{z}|\ell_{z}\rangle$ $\hat{l}_{z}|\ell_{z}\rangle = \hat{\ell}_{z}|\ell_{z}\rangle$ $\hat{l}_{z}|\ell_{z}\rangle = \hat{\ell}_{z}|\ell_{z}\rangle$ $\hat{l}_{z}|\ell_{z}\rangle = \hat{\ell}_{z}|\ell_{z}\rangle$ $\hat{l}_{z}|\ell_{z}\rangle = \hat{\ell}_{z}|\ell_{z}\rangle$ $\hat{l}_{z}|\ell_{z}\rangle = \hat{\ell}_{z}|\ell_{z}\rangle$

$$\langle \varphi | \ell_z \rangle = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{i \ell_z \varphi / \hbar} \quad ; \quad \ell_z = \hbar [0, \pm 1, \pm 2, \dots] \qquad (10 - 11)$$

أما المعادلة المناظرة لكمية الحركة الزاوية ككل، المعادلة (۲–۲۳)، هی

$$\hat{\ell}^2(0, \varphi)\langle \varphi, \varphi \rangle | \varphi^2(1, 1)^2 \langle z \rangle | \varphi^2(1, 0, \varphi) \langle \varphi, \varphi \rangle | \varphi^2(1, 0, 0)^2 \rangle$$

حیث
حیث
حیث
(۱۲–۱۲) $\langle z, 1, 2 \rangle | \varphi, 0, 0 \rangle | \varphi \rangle | \varphi, 0, 0 \rangle | \varphi \rangle | \varphi$

۲-۱۲ مؤثرات الملاحظة⁽¹⁾ – المسعامدية⁽²⁾

حتى هذه اللحظة لم نجرى أي شيىء إضافي أكثر من تغيير الرموز. نقوم الآن، ولأول مرة، بعمل بعض التنقية للنظرية. واضح أنه للتوافق من الضروري أن تكون قيمة المعادلة (١٢-٢٠) مجرد عدد حقيقي. هذا يفرض علينا بعض القبود على المؤثر ات Â لتصبح مُمَثَّلة لعمليات الملاحظة (وهذا ماكان يجب افتر اضبه ضمنا فيما سبق). يظهر جليا أن الشرط الضرورى هو $\langle \psi | \hat{A} | \psi \rangle = \langle \psi | \hat{A} | \psi \rangle^*$ $(\gamma) - \gamma\gamma)$ وذلك لأى حالة (س). لأسباب سندر كها بعد قليل ندخل الشرط الآتي الأكثر تقيدا: " لايمثل المؤثر Â عملية ملاحظة فيزيائية مالم بكن $\langle \phi | \hat{A} | \psi \rangle = \langle \psi | \hat{A} | \phi \rangle^*$ (YY-YY)وذلك لأى حالتين (φ|, (ψ| " بكتابة هذا الشرط في صورته المفصلة نجد $\int \langle \phi | x \rangle \hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x}) \langle x | \psi \rangle dx = \left[\int \langle \psi | x \rangle \hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x}) \langle x | \phi \rangle dx \right]^*$ مثل هذا المؤثر يسمى مؤثر الملاحظة. واضح أن المعادلة (١٢-٢٢) لها التأثير المرغوب فيه لجعل المعادلة (١٢-٢٠) ممثلة لعدد حقيقي. لهذه المعادلة اثنان من المتعلقات الرياضية التي تتميز بمعاني فيزيائية هامة. نوجز هذا في النظريتين الآتيتين: القيم المناسبة لمؤثر ملاحظة تكون حقيقية. نظرية

⁽¹⁾ observable operators (2) orthonormality

$$h$$
البر هان: إذا كانت a هى أى قيمة مناسبة للمؤثر \hat{A} ، حينئذ يكون
 $\hat{A}|\mathbf{a}\rangle = \mathbf{a}|\mathbf{a}\rangle, \qquad , \langle \hat{A}|\mathbf{a}\rangle = \mathbf{a}\langle \mathbf{a}|\mathbf{a}\rangle, \qquad , \hat{A}|\mathbf{a}\rangle = \mathbf{a}\langle \mathbf{x}|\mathbf{a}\rangle, \qquad , \hat{A}(\mathbf{x}, \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}})\langle \mathbf{x}|\mathbf{a}\rangle = \mathbf{a}\langle \mathbf{x}|\mathbf{a}\rangle, \qquad$
 $\hat{A}(\mathbf{x}, \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}})\langle \mathbf{x}|\mathbf{a}\rangle = \mathbf{a}\langle \mathbf{x}|\mathbf{a}\rangle, \qquad , \hat{A}(\mathbf{x}, \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}})\langle \mathbf{x}|\mathbf{a}\rangle = \mathbf{a}\langle \mathbf{x}|\mathbf{a}\rangle, \qquad , \hat{A}(\mathbf{x}, \frac{\partial}{\partial x})\langle \mathbf{x}|\mathbf{x}\rangle, \qquad , \hat{A}(\mathbf{x}, \frac$

يتضح حاجتنا للنتيجة السابقة حتى يتم التوافق الفيزيائى مع الفرض التفسيرى الأول، ت(١)، المذكور بالبند ٣-٢، الذى ينص على أن القيم المناسبة لمؤثر ملاحظة ماهى إلا النتائج الممكنة للملاحظة المناظرة.

نظرية ٢ المتجهات المناسبة المنتمية إلى قيم مناسبة مختلفة لمؤثر
ملاحظة تكون متعامدة (أى أن تكامل التطابق لها متلاشى)
البرهان: نفرض أن
$$a_2, a_1$$
 قيمتين مناسبتين مختلفتين للمؤثر Â. إذا
 $\hat{A}|a_1\rangle = a_1|a_1\rangle$
(۲۱–۲۵)
 $\hat{A}|a_2\rangle = a_2|a_2\rangle$
وعليه من المعادلة (۲۲–۲۰) بالضرب من جهة الشمال فى $|a_2\rangle$ نجد
وعليه من المعادلة (۲۲–۲۰) بالضرب من جهة الشمال فى $|a_2\rangle$ نجد
(۲۷–۲۲)

بالمثل المعادلة (٢١–٢٦) تعطينا
(a,
$$|\hat{A}|a_2\rangle = a_2\langle a_1|a_2\rangle$$
 (٢٨–١٢)
باعتيار المعادلة المركبة المصاحبة للمعادلة (٢٢–٢٨)، واستخدام
باعتيار المعادلة المركبة المصاحبة للمعادلة (٢٢–٢٢)، واستخدام
(٢٩–٢٢) (٢٩–٢٨) وكذلك النظرية ١، نحصل على
المعادلتين (٢٢–٢٢)، (٢١–٨) وكذلك النظرية ١، نحصل على
(٩-١٢) (٢٩–٢٢) من المعادلة (٢٢–٢٢) نجد الآتى:
ومنه
ومنه
ومنه
ومنه
و بطريقة أخرى نقول:
(٣٦–٢٢) $0 = \langle a_2|a_1 \rangle (-77)$ نجد الآتى:
(٣٦–٢٢) $0 = \langle a_2|a_1 \rangle (a_2|a_3) \rangle$
أو بطريقة أخرى نقول:
(٣٦–٢٢) $0 = \langle a_1|a_2 \rangle (x|a_2|a_3) \rangle$
و بطريقة أخرى نقول:
و بطريقة أخرى نقول:
و بطريقة أخرى نقول:
من الملاحظ أن البرهان يعتمد على المعادلة (٢١–٢٢). الشرط الأقل
من الملاحظ أن البرهان يعتمد على المعادلة (٢١–٢٢). الشرط الأقل
من الملاحظ أن البرهان يعتمد على المعادلة (٢١–٢٢). الشرط الأقل
من الملاحظ أن البرهان يعتمد على المعادلة (٢١–٢٢). الشرط الأقل
و واضح هذا أن الرموز المختصرة قد استخدمت أثناء البرهان. من المغيد
المطاوب.
واضح هذا أن الرموز المختصرة قد استخدمت أثناء البرهان. من المغيد
لاقارىء إعادة الخطوات مرة أخرى مع وضع الاعتماد على المتغير x،
وكذلك التكاملات، بشكل صريح.
يقردا السعامدية تعني أن الحالات المانسية لمؤثر ما مسواة فيمكن لنا إدماج
المسعامدية تعني أن الحالات مسواة ومتعامدة في نفس الوقت) وهو:

 $\langle a_n | a_{n'} \rangle = \delta_{nn'} \qquad (TT-17)$

حيت م_{nn'} =1, n=n' (٣٤-١٢) n≠n' بدلالة الحالات المناسبة للطاقة في ذرة الهيدروجين يكتب هذا الشـرط على النحو

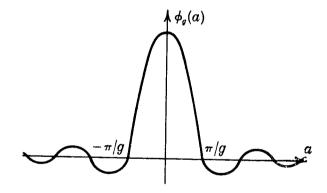
$$\int \mathcal{U}_{n\ell m}(r,\vartheta,\varphi) \mathcal{U}_{n'\ell'm'}(r,\vartheta,\varphi) r^{2} dr d\Omega$$

= $\int \langle n,\ell,m|r,\vartheta,\varphi \rangle \langle r,\vartheta,\varphi|n',\ell',m' \rangle r^{2} dr d\Omega$
= $\delta_{nn'} \delta_{\ell\ell'} \delta_{mm'}$ (ro-1r)

تعتبر الدالة – δ لدير اك تعميما للدالة δ_{nn} لكرونيكر ⁽²⁾ حيث نستبدل المتغير ات المتقطعة 'n,n بالمتغير ات المتصلة 'a,a' مثلا. من التعريف نجد المتغير ات المتقطعة 'n,n بالمتغير ات المتصلة 'a,a' مثلا. من التعريف نجد $\delta(a - a') = 0$, $a \neq a'$ $\epsilon(a - a') = 0$, $a \neq a'$ $\epsilon(b)$ $\epsilon(a - a') da = 1$ $\epsilon(a - a')$ $\epsilon(a - a') (a - a') (a - a') (a - a')$ $\epsilon(a - a') (a - a') (a - a') (a - a')$ $\epsilon(a - a') (a - a') (a - a') (a - a') (a - a')$ $\epsilon(a - a') (a - a$

⁽¹⁾ the Dirac δ -function (2) Kronecker

$$\begin{split} \varphi_{g}(a) &= \frac{1}{2\pi} \int_{-s}^{s} e^{iax} dx = \frac{1}{\pi} \frac{\sin ag}{a} \\ \varrho[W] \varphi_{g}(a) da &= \frac{1}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\sin ag}{a} da = 1 \\ \varphi_{g}(0) &= \frac{g}{\pi} \\ \varrho[Lexin] \varphi_{g}(0) = \frac{g}{\pi} \end{split}$$



شكل ١٢–١ رسم الدالة $(a)_{g}(a)$. عند الحد $\infty \leftarrow g$ تصبح القمة عند نقطة الأصل لانهائية الارتفاع وضيقة ولكن تبقى المعادلة (٤٢–٤٠) متحققة. لهذا يكون $(a)=\delta(a)_{\infty \leftarrow g}$.

إذا تم تسوية موجات دى برولى، للجسيمات التى تسير فى حجم
لاتهائى(حاملة كمية حركة خطية محددة) طبقا للمعادلة (١٢-٣٨) فإننا
نحصل على (فى بعد واحد فقط):
$$\langle x | p \rangle = c e^{ipx/\hbar}$$

 $\langle p | p' \rangle = \int \langle p | x \rangle \langle x | p' \rangle dx$
 $= |c|^2 \int_{-\infty}^{\infty} e^{-i(p-p')x/\hbar} dx$
 $= \delta(p-p')$
بمقارنة المعادلة (١٢-٤١) مع المعادلة (٢١-٣٩) نجد أن
 $|c|^2 = \frac{1}{2\pi\hbar}$

 $\langle x|\psi\rangle = \sum_{m} \langle x|a_{m}\rangle F(a_{m})$ (27-17)

(1) completeness (2) linear expansion

$$\begin{aligned} F(2) = \sum_{m} F^{*}(a_{m})\langle a_{m} | x \rangle & \langle x | \psi \rangle = \sum_{m} F^{*}(a_{m})\langle a_{m} | x \rangle & \langle x | \psi \rangle = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a_{m}) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | \psi \rangle & = \langle x | \psi \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | \psi \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | \psi \rangle & = \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle & = \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x | x \rangle \\ & = \sum_{m} F(a) \langle x |$$

$$\langle x | p \rangle = \left(\frac{1}{2\pi \hbar}\right)^{1/2} e^{i p x/\hbar}$$
 (£Y-1Y)

. . .

с. Ч С.

ł

هى الدالة المناسبة للمؤثر p والمنتمية إلى القيم المناسبة p. تم تسوية هذه الدالة طبقا للمعادلة (٤٢-٤٢).

أما الآن، بالتعويض من المعادلتين (١٢-٤٣)، (٢٢-٤) في المعادلة المعبرة عن متوسط ناتج تكرار عملية القياس، المعادلة (١٢-٢٠)، نحصل على

$$\overline{a}_{\psi} = \int \left(\sum_{n} F^{*}(a_{n}) \langle a_{n} | x \rangle \right) \hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x}) \left(\sum_{m} \langle x | a_{m} \rangle F(a_{m}) \right) dx$$
$$= \int \left(\sum_{n} F^{*}(a_{n}) \langle a_{n} | x \rangle \right) \left(\sum_{m} a_{m} \langle x | a_{m} \rangle F(a_{m}) \right) dx$$

$$= \sum_{n} a_{n} |F(a_{n})|^{2} \qquad (\xi \wedge - 17)$$

حصلنا هنا على التعبير الثانى بالطرف الأيمن باستخدام معادلة القدر المناسب (١٢-١١). أما التعبير النهائى فهو نتيجة لشرط المسعامدية، المعادلة (١٢-٣٣).

من المعادلة (١٢–٤٨) يتضع لنا أن احتمال الحصول على نتيجة معينة a_n من جراء عملية ملاحظة واحدة \hat{A} على نظام فى الحالة $\langle \mathbf{x} | \boldsymbol{\psi} \rangle$

$$P_{\psi}(a_{\nu}) = \left| F(a_{\nu}) \right|_{\Sigma}$$
 (29-17)

(هذا يشبه تماما ماقدمناه بشأن التوزيع الفراغى المستخدم فى استتتاج المعادلة (٣-٣٨) بالبند ٣-٥).

لإيجاد $F(a_n|x)$ نصرب المعادلة (١٢-٤٣) في $a_n|x\rangle$ ثم نجرى $F(a_n|x)$ التكامل بالطرف الأيمن، مستخدمين شرط المسعامدية (١٢-٢٣)، لنحصل على

$$\int \langle a_n | x \rangle \langle x | \psi \rangle dx = \int \langle a_n | x \rangle \sum_m \langle x | a_m \rangle F(a_m) dx$$
$$= F(a_n)$$

$$F(a_{n}) = \langle a_{n} | \psi \rangle = \int \langle a_{n} | x \rangle \langle x | \psi \rangle dx \qquad (\circ \cdot -1Y)$$

لهذا

وهذا هو بالضبط تكامل التطابق بين دالة الحالة العامة $\langle x|\psi \rangle$ ودالة الحالة المناسبة $\langle x|a_n \rangle$. هذا يعنى أن مفكوك أى دالة حالة اختيارية، المعادلة المناسبة $\langle x|a_n \rangle$. هذا يعنى أن مفكوك أى دالة حالة اختيارية، المعادلة (۲)، يصبح (۲)، يصبح $\langle x|\psi \rangle = \sum_{a_n} \langle x|a_n \rangle \langle a_n|\psi \rangle$

يجب علينا ملاحظة أن هذا يعد تعميما مباشر اللتفسير الفيزيائى النموذجى لدالة الحالة، الذى ينص على أنها تعطى الكثافة الاحتمالية فى الفراغ، المعادلة (٣-٣٨). تكتب الكثافة الاحتمالية طبقا لرموز ديراك كالآتى:

$$P_{\psi}(\mathbf{x}) = |\langle \mathbf{x} | \psi \rangle|^{2}$$

شرط التتام محتوى فى المعادلتين (١٢-٤٣)، (٢٢-٤٤). يتم تعريف
الشكل التقليدى لشرط التتام الأكثر عمومية كما يلى:
لأى فئة من المتجهات المناسبة $\langle \mathbf{a} |$ يبدو هذا الشرط فى الصورة
 $S_{\mathbf{a}}...|\mathbf{a} \rangle \langle \mathbf{a} | = \hat{\mathbf{l}}$

$$\begin{split} & \left(a \text{ trick is an arised as }\right) \quad a=a, \quad a=a, \quad a=a, \quad a=a, \quad a=a, \quad (a \text{ trick is an arised as }) \quad , \quad a=a, \quad a=a, \quad (a \text{ trick is an arised as }) \quad , \quad a=a, \quad (a \text{ trick is an arised as }) \quad , \quad a=a, \quad (a \text{ trick is an arised as }) \quad , \quad a=a, \quad (a \text{ trick is an arised as }) \quad , \quad a=a, \quad (a \text{ trick is an arised as arised as }) \quad , \quad a=a, \quad (a \text{ trick is arised a$$

هذه الفكرة لها أهمية قصوى، حيث باستخدامها نستطيع اختصار مفكوك أى دالة اختيارية (x|ψ)، ويتسنى لنا أيضا تقييم الاحتمالات (p_ψ(a_n) بطريقة تلقائية.

من المؤكد أنه قد مر على القارىء، فى مواطن أخرى، مفكوكات مـن نوع المعادلة (١٢–٥٥). إذا كان $\hat{A} = \hat{p}$ فار: (مفكوك أى دالة معطاه ($\psi | \chi \rangle \rangle$ هو $\langle \chi | \psi \rangle = S_p \langle x | p \rangle \langle p | \psi \rangle$ $= \left(\frac{1}{2\pi \hbar}\right)^{1/2} \int e^{ipx/\hbar} \langle p | \psi \rangle dp$ و معاملات هذا المفكوك هى

$$\langle p | \psi \rangle = S_x \langle p | x \rangle \langle x | \psi \rangle$$

= $\left(\frac{1}{2\pi \hbar}\right)^{1/2} \int e^{-ipx/\hbar} \langle x | \psi \rangle dx$ (ov-1Y)

واحتمال أن يكون للنظام كمية حركة خطية مقدار ها p يساوى $P_{\psi}(p) = \left| \langle p | \psi \rangle \right|^2$

الدالتان (x|ψ), (φ|ψ) التى بهما يتعين التوزيع الاحتمالى للجسيم فى الفراغ الكارتيزى وفراغ كمية الحركة الخطية، على الترتيب، تعتبر كل

منهما انتقال فوریر للأخری. تم من قبل ،بالبند ۳–٦ عند در اسة مبدأ عدم التحدید، حساب
$$\langle p | \psi \rangle$$
 (التی أسمیناها هناك $\langle \phi(p) \rangle$ عندما كان $\langle x | \psi \rangle = \psi(x) = \exp \left[- \frac{x^2}{2 \Delta_x^2} \right]$

إذا كان الجسيم محصور ا داخل بئر مربع لاتهائى ، طاقة وضعه معرفة بالمعادلة (٢١-٢)، يصبح متجه الحالة (x|\u03cb) دالة ما اختيارية فى المنطقة ٤ه=|x|. نستطيع فك هذا المتجه طبقا للمعادلة (٢٢-٥١) بدلالة الدوال المناسبة للطاقة المعينة بالمعادلات من (٣-٢٦) حتى (٣-٩٦)؛ الدوال المناسبة للطاقة المعينة بالمعادلات من (٣-٢٦) حتى (٣-٩٦)؛ $\langle x|\u03cb = \sum_{n}^{\infty} \langle x|E_{n} \rangle \langle E_{n}|\psi \rangle$ $= \sum_{n=1}^{\infty} (a)^{-1/2} \sin \frac{2n\pi x}{2a} \langle E_{2n}|\psi \rangle + (7.-17)$ $\sum_{n=1}^{\infty} (a)^{-1/2} \cos \frac{(2n+1)\pi x}{2a} \langle E_{2n+1}|\psi \rangle$

هذا هو بالضبط مفكوك متسلسلة فورير. عند التعويض فى المعادلة (١٢-٥٠) للحصول على المعاملات (Ψ_n|Ψ) التى تعين احتمال تواجد الجسيم فى حالات الطاقة المختلفة الممكنة فإننا بذلك نحصل مرة ثانية على المعادلة القياسية التى تعين معاملات متسلسلة فورير. التعبيرات المناظرة فى حالة المهتز التوافقى الخطى تكون عبارة عن مفكوكات فى صورة متعددات حدود هرميت التى سبق ذكرها بعد المعادلة (٥-٢٦).

من المهم جعل المفكوك فى صورة فئة من الحالات المعينة بطريقة وحيدة⁽¹⁾. لذلك فلحالة اختيارية لإلكترون فى ذرة الهيدروجين تكتب دالة

(1) uniquely specified set of states

الحالة هذه فى الصورة
$$\langle r, \vartheta, \varphi | \psi \rangle$$
. يمكن فك هذه الحالة بدلالة الحالات
المناسبة للطاقة، إلا أنه يجب علينا وصف القيم المناسبة لكل من المؤثرين
 ${}^{2}_{J}$, ${}^{2}_{J}$ أيضا حتى نعطى فئة معرفة تعريفا جيدا⁽¹⁾. لهذا من المعادلة
(1) واستخدام الرموز المذكورة فى المعادلة (17–٣٥) نحصل على
(1) - 11) $\langle \psi | \eta, \ell, m \rangle \langle n, \ell, m | \psi \rangle = \langle \psi, \psi | \eta, \varphi \rangle$
حيث يؤخذ المجموع على كل قيم n, \ell, m المتوافقة مع القيود المذكورة بالبند
حيث يؤخذ المجموع على كل قيم n, \ell, m المتوافقة مع القيود المذكورة بالبند
نحصل على احتمال أن يكون للجسيم القيم المناسبة جاء (1, المناطرة
نحصل على احتمال أن يكون للجسيم القيم المناسبة ما ما ما ما المناطرة

للقيم m, \ell, n، على الترتيب، من مربع العيمة المطلقة للمعامل

$$\langle n, \ell, m | \psi \rangle = S_{r, \vartheta, \varphi} \langle n, \ell, m | r, \vartheta, \varphi \rangle \langle r, \vartheta, \varphi | \psi \rangle$$

 $= \iint u_{n, \ell, m}^{i}(r, \vartheta, \varphi) \langle r, \vartheta, \varphi | \psi \rangle \gamma^{2} dr d\Omega$
(17-17)

وهذا عبارة عن عدد (تكامل التطابق) يعتمد على دالة الحالة المعطاة
$$(r, \vartheta, \varphi | \psi)$$
 ودالة الحالة المناسبة المعروفة $u_{n,\ell,m}^{*}(r, \vartheta, \varphi) = \langle n, \ell, m | r, \vartheta, \varphi \rangle$

من الممكن دائما لأى دالة حالة لجسيم، يتحرك تحت تأثير طاقة وضع مركزية اختيارية، إجراء مفكوك للجزء الزاوى من هذه الدالة بدلالة الحالات المناسبة لكمية الحركة الزاوية. أى أن الحالات المناسبة لكمية ($\eta, \eta = \frac{1}{2} \left\{ \frac{\vartheta}{\eta}, \frac{\vartheta}{\eta} \right\} = \frac{1}{2} \left\{ \frac{\vartheta}{\eta}, \frac{\vartheta}{\eta} \right\}$ و عليه باستخدام المعادلة (11-٥٠) تبدو المعاملات فى الصورة

(1) well defined set

$$\begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\right\rangle = \int_{\Phi,\Phi} \langle\ell,m|\vartheta,\phi\rangle\langle r,\vartheta,\phi|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\right\rangle = \int_{\Phi} Y^m_{\ell}(\vartheta,\phi)\,\, \langle r,\vartheta,\phi|\psi\rangle d\Omega \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,\psi\right\rangle = \psi_{\ell}\sigma,\phi\,\, \langle v,\psi\right\rangle + \int_{\Phi} (\psi,\psi)\,\, \langle v,\psi\rangle \\ \left\langle \psi,\psi\right\rangle = \psi_{\ell}\sigma,\phi\,\, \langle v,\psi\rangle \\ \end{array} \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\right\rangle = \psi_{\ell}\sigma,\phi\,\, \langle v,\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\right\rangle = \psi_{\ell}\sigma,\phi\,\, \langle v,\psi\rangle \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle = \psi_{\ell}\sigma,\phi\,\, \langle v,\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle = \psi_{\ell}\sigma,\phi\,\, \langle v,\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \begin{array}{l} \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \end{array} \right\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \right \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \right \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \\ \left\langle \psi,m,r|\psi\rangle \right \\ \left\langle \psi,m,r$$

المعاملات المعينة بالمعادلة (١٢–٦٥) للحالة الخاصة التى فيها متجه الحالة يعبر عن حزمة من الجسيمات التى كمية حركتها الخطية مساوية p (انظر المعادلة (١٠–٣٠)) (انظر المعادلة (٢, $0, \phi | \psi \rangle = \langle r, \vartheta, \phi | p \rangle$

١٢ – ٥ وسائل استخدام المؤثرات
 (أ) *المهتز التوافقي*

يمكن استخدام تلك الوسائل مباشرة فى مسألة تعيين مستويات طاقة مهتز توافقى التى درسناها فى الباب الخامس. لعمل ذلك نستخدم فقط معادلة القدر المناسب (١٢–١٢) وعلاقات المبادلة. ليس من الضرورى عند إجراء الحسابات إدخال المؤثرات فى صورتها المفصلة أيا كانت هذه المؤثرات على شكل مصفوفات أو مشتقات. لذلك سيجد القارىء ماسيأتى لاحقا من جبر المؤثرات فى صورته المختصرة.

طبقا للمعادلة (٥-٦) نكتب الهاميلتونى كما يلى:

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \frac{1}{2}m\omega^2\hat{x}^2$$
(٦٨-١٢)

نضع التعويض $\hat{a} = \left(\frac{m}{2}\right)^{1/2} \omega \hat{x} + \frac{\iota}{\left(2\,m\right)^{1/2}}\,\hat{p}$ (79-17) $\hat{a}^{+} = \left(\frac{m}{2}\right)^{1/2} \omega \hat{x} - \frac{\iota}{(2m)^{1/2}} \hat{p}$ (Y - 1Y)ينظر إلى المعادلتين السابقتين على أنهما تعريفان أكثر عمومية للمؤثرات الواردة بالمسألة ٥-٤. من علاقة المبادلة (x, p]، المعادلة (٣-١٣)، نحصل بالتعويض المباشر على $\hat{a}\hat{a}^{+}=\hat{H}+\frac{1}{2}\hbar\omega$ (Y) - Y $\hat{a}^{\dagger}\hat{a}=\hat{H}-\frac{1}{2}\hbar\omega$ (YY-1Y) $[\hat{a}, \hat{a}^{\dagger}] = \hbar \omega$ (YT-1T)ولكن الحالة المناسبة للطاقة $E_{\scriptscriptstyle n}$ هي $\langle E_{\scriptscriptstyle n} \rangle$ ، ومنه $H|E^{\nu}\rangle = E^{\nu}|E^{\nu}\rangle$ $(Y \xi - 1 Y)$ التى يمكن كتابتها مرة ثانية باستخدام المعادلتين (١٢-٧١)، (٢٢-٧٢) إما في الشكل $gg_{+}|E^{\nu}\rangle = (E^{\nu} + \frac{J}{I}\psi\omega)|E^{\nu}\rangle$ (YO-1Y)أو الشكل $|g_{+}g|E^{\nu}\rangle = (E^{\nu} - \frac{J}{I}\psi\alpha)|E^{\nu}\rangle$ (7Y-1Y)و هما يناظر ان مباشرة المعادلتان (٥-١١أ)، (٥-١١ب). يضرب المعادلة (17 - 0Y) في \hat{a}^{\dagger} نجد

 $g_{+}g_{+}g_{+}|E^{\nu}\rangle = (E^{\nu} + \frac{J}{I}\psi\omega)g_{+}|E^{\nu}\rangle$ (77-17) وعليه إما أن يكون $g_+|E^v\rangle=0$ (YA-1Y)أو يكون $|\hat{g}_{+}|E^{v}\rangle = |E^{v+1}\rangle$, مثلا (Y9-1Y)و عليه تكتب المعادلة (١٢-٧٧) على النحو $gg_{+}|E^{n+1}\rangle = \left[(E^{n} + \frac{J}{I}\psi\alpha) - \frac{J}{I}\psi\alpha\right]|E^{n+1}\rangle \quad (\vee \cdot - \lambda\lambda)$ وتلك هي المعادلة (٢٢–٢٢) للحالة $\left| E_{n+1} \right\rangle$ بشرط تحقق المعادلة $E_{n+1} = F_{in} + \hbar \omega$ $(\wedge) - (\vee)$ بذلك إذا كان لدينا أى متجه مناسب $\langle E_n
angle$ فمن الممكن دائما باستخدام المعادلة (٢٩-١٢) توليد متجه مناسب جديد $|E_{n+1}
angle$ ينتمى إلى قيمة مناسبة تعطى بالمعادلة (١٢-٨١)، بشرط أن لاتكون E هي طاقة أعلى مستوى. إذا كانت F_{a} هي طاقة أعلى مستوى نطبق حينئذ المعادلة (١٢-٧٨). إلا أن شكل طاقة وضع المهتز التوافقي تدلل على عدم وجود مستوى طاقة أعلى من بقية المستويات الأخرى، وبالتالي نستطيع توليد مستويات طاقة أعلى يصفة دائمة. بالمثل بضرب المعادلة (١٢-٧٦) في â نجد

 $\hat{a}\hat{a}^{+}\hat{a}|E_{n}\rangle = (E_{n} - \frac{1}{2}\hbar\omega)\hat{a}|E_{n}\rangle \qquad (\wedge 1 - 1 \tau)$ $\hat{a}\hat{a}^{+}\hat{a}|E_{n}\rangle = (E_{n} - \frac{1}{2}\hbar\omega)\hat{a}|E_{n}\rangle$ $\hat{a}|E_{n}\rangle = 0 \qquad (\wedge 1 - 1 \tau)$ $\hat{a}|E_{n}\rangle = 0$ $\hat{a}|E_{n}\rangle = 0$

مئلا $\hat{a}|E_n\rangle = |E_{n-1}\rangle$, $(\Lambda \xi - 1 Y)$ للوضع الأخير تكتب المعادلة (١٢-٨٢) كما يلي: $gg_{+}|E^{n-1}\rangle = [(E^{n} - \frac{J}{J}\psi\omega) + \frac{J}{J}\psi\omega]|E^{n-1}\rangle$ (VO-11) وهذه هي المعادلة (١٢–٧٥) للحالة $\left| E_{n-1} \right
angle$ بشرط أن يكون $F_{int} = F_{in} - \hbar \omega$ (1 - 1)على ذلك بمعلومية أى متجه مناسب $|E_n
angle$ من الممكن دائما باستخدام المعادلة (١٢–٨٤) توليد متجه مناسب جديد $|E_{n-1}\rangle$ وذلك إن لم يكن هى الحالة الأرضية للنظام، $|E_{o}
angle$. إذا كانت $|E_{n}
angle$ هـى الحالة $|E_{n}
angle$ الأرضية عندها نطبق المعادلة (١٢-٨٣). بوضع n=0 في المعادلة (١٢-٧٦) نحصل على العلاقة $E^o - \frac{J}{I}\psi \infty = 0$ التي تعطى طاقة الحالة الأرضية للنظام. أما المعادلة (١٢-٨١) فتشير بوجه عام إلى أن طاقة أى مستوى تُعطى بالمعادلة $E_n = (n + \frac{1}{2})\hbar\omega$, n = 0, 1, 2, ...(\\\-\\) التي تتفق مع المعادلة (٥-٢٥). واضح من المعادلتين (١٢–٢٢)، (٨٢–٨٤) أن â⁺, â هي، علي الترتيب، مؤثرات الإفناء والتوليد لطاقة النظام. عمليتي الإفناء والتوليد تتم هنا بوحدات πω. (ب) كمية الحركة الزاوية

يمكن لنا استخدام وسائل المؤثرات المتبعة فى حالة المهتز التوافقى لبيان إتاحة تكون القيم الصحيحة وأنصاف القيم الصحيحة لكمية الحركة الزاوية. تم من قبل استعراض ذلك بصورة تفصيلية فى البند $^{-7}$ فى حالة أنصاف القيم الصحيحة. أما فى هذا المقام فنقوم بعرض برهان الحالة العامة. السبيل لهذا هو استخدام التعريف الأكثر عمومية لكمية الحركة الزاوية، وذلك باستبدال المؤثر $\hat{\ell}$ بالمؤثر $\hat{\ell}$.

نعتبر أن علاقات المبادلة المذكورة بالمعادلة (٨-٣١) هي الخاصية المعرفة لمؤثرات كمية الحركة الزاوية. هذه العلاقات هي $[\hat{j}_x,\hat{j}_y]=i\hbar\hat{j}_z$ $(\wedge \wedge - 1 Y)$ بالإضافة إلى علاقتين أخربين نحصل عليهما من التباديل الدورية للمعاملات x,y,z. نعرض مؤثرين جديدين كما يلي: $\hat{j}_{\perp} \equiv \hat{j}_{\perp} + \iota \hat{j}_{\perp}$ $(\Lambda 9 - 1 Y)$ $\hat{j}_{-} \equiv \hat{j}_{x} - \iota \hat{j}_{y}$ (9.-11)بالتعويض المباشر نجد أن المعادلة (١٢-٨٨) تعطى $\left[\hat{j}_{z},\hat{j}_{+}\right]=\hbar\hat{j}_{+}$ (91 - 17) $\left[\hat{j}_{z},\hat{j}_{-}\right] = -\hbar\hat{j}_{-}$ (9Y-1Y) $\left[\hat{j}_{+},\hat{j}_{-}\right]=2\hbar\hat{j}_{L}$ (97 - 17)نظرا لأن \hat{j}_{1}^{2} يتبادل مع \hat{j}_{2} (أى أن $0 = [\hat{j}_{2}^{2}, \hat{j}_{2}]$) فيتسنى لنا إدخال دالة حالة، (β,m)، مناسبة لكلا المؤثرين في آن واحد. لهذا نجد $\hat{j}^2|\beta,m\rangle = \hbar^2\beta|\beta,m\rangle$, $(9 \xi - 1 Y)$ $\hat{j}_{z}|\beta,m\rangle = \hbar m|\beta,m\rangle$ (90 - 17)مسألتنا الآن هي عملية إيجاد القيم الممكنة لكل من m, β المضمرة في علاقات المبادلة (١٢-٨٨).

لأى قيمة معطاة من قيم كمية الحركة الزاوية β نعلم أن القيم الممكنة المركبة- z لكمية الحركة الزاوية يجب أن تقع فى مدى مقيد. يُحَدَّد هذا المركبة- z لكمية الحركة الزاوية يجب أن تقع فى مدى مقيد. يُحَدَّد هذا المدى بقيمتين m_{min}, m_{max} ، مثلا. هذه الملحوظة لها أهميتها فيما سيرد من مفاهيم.

من المعادلة (١٢–٩٥) نجد من المعادلة (١٢–٩٥) نجد (٢–٩٢) $\langle \hat{j}_{z} | \hat{\beta}, m \rangle = \hbar m \hat{j}_{+} | \hat{\beta}, m \rangle$ ولكن من المعادلة (١٢–٩١) نحصل على ($\hat{j}_{z} | \hat{j}_{z} | \hat{j}_$

بالتعويض فى المعادلة (١٢–٩٦) نجد $\hat{j}_{z} \ \hat{j}_{+} |\beta, m\rangle = \hbar(m+1) \ \hat{j}_{+} |\beta, m\rangle$ و لذلك إما أن يكون

 $\hat{j}_{+}|\beta,m\rangle = 0$ (99-17)

أو يكون

(۱۰۰–۱۲) , $\langle j_{z} | \beta, m \rangle = |\beta, m+1\rangle$, مثلا وعليه نعيد كتابة المعادلة (۱۲–۹۸) كما يلى: (عليه نعيد كتابة المعادلة (۲۱–۹۸) كما يلى: (۱۰۱–۱۲) $\langle j_{z} | \beta, m+1 \rangle = \hbar(m+1) | \beta, m+1 \rangle$ بمقارنة المعادلة (۱۰–۹۰) مع المعادلة (۱۲–۹۰) يتبين لنا أنه لأى حالة مناسبة معطاة ($\beta, m \rangle$ نستطيع باستخدام المعادلة (۱۲–۱۰۰) توليد حالة مناسبة جديدة ($\beta, m+1$ نستطيع باستخدام المعادلة (1-0-1) توليد حالة مناسبة معطاة ($\beta, m \rangle$ منتمية إلى قيمة مناسبة مساوية 1 + m (مقاسة بوحدات \hbar)، وذلك إن لم يكن $m = m_{max}$ حيث لتلك الوضع نطبق المعادلة (1-9-1). من الملاحظ أن القيم المتاحة للكمية m تتغير بمقادير صحيحة.

بتطبيق نفس المفهوم السابق على \hat{j}_{-} \hat{j}_{-} يمكن توضيح أنه إما أن يكون $\hat{j}_{-}|\beta,m\rangle=0$ $(1 \cdot 7 - 17)$ أو يكون $\hat{j}_{|\beta,m\rangle} = |\beta,m-1\rangle$ (1.1-17) حيث $\hat{j}_{z}|\beta,m-1\rangle = \hbar(m-1)|\beta,m-1\rangle$ $(1 \cdot \xi - 1 \tau)$ على ذلك فلأى حالة مناسبة معطاة (β, m) نستطيع باستخدام المعادلة (١٢-١٠٣) توليد حالة مناسبة جديدة (β, m-1) منتمية إلى القيمة المناسبة m – 1 وذلك إن لم يكن m = m_{min} حيث لتلك الوضع نطبق المعادلة (١٢-.(1.1 والآن $\hat{j}_{-} \hat{j}_{+} = \left(\hat{j}_{x} - \iota \hat{j}_{y}\right) \left(\hat{j}_{x} + \iota \hat{j}_{y}\right)$ $= \hat{j}_{x}^{2} + \hat{j}_{y}^{2} + i \left[\hat{j}_{x}, \hat{j}_{y} \right]$ (1.0 - 17) $= \hat{j}^{2} - \hat{j}_{*}^{2} - \hbar \hat{j}_{*}$ بالتأثير بهذا المؤثر على (B, m_{max}) نحصل، باستخدام المعادلة (١٢-٩٩)، على $\left(\hat{j}^{2}-\hat{j}_{z}^{2}-\hbar\hat{j}_{z}\right)|\beta,m_{\max}\rangle=\hat{j}_{-}\hat{j}_{+}|\beta,m_{\max}\rangle=0$ (1.7-17) ومنه، باستخدام المعادلتين (١٢–٩٤)، (١٢–٩٥)، نجد $\left(\beta - m_{\max}^{2} - m_{\max}\right) |\beta, m_{\max}\rangle = 0$ (۱۰۷–۱۲) أو $\beta = m_{\max} \left(m_{\max} + 1 \right)$ بالمثل

251

۱۹۲۰۲ ملخص(1) تكتب دالة الحالة في الصورة
$$\psi(x) = \langle x | \psi \rangle$$
 $\psi(x) = \langle \psi | x \rangle$ $\psi(x) = \lambda \langle \psi | x \rangle$ (-1)

حيث الرمز 6 يشير إلى
$$\delta_{a_n a_m} \delta_{a_n a_m} \delta_{a_n a_m} \delta_{a_n a_m}$$
 المتصل، على الترتيب.
المتصل، على الترتيب.
(c) تحقق دوال الحالات المناسبة أيضا شرط التتام
(c) تحقق دوال الحالات المناسبة أيضا شرط التتام
 $\delta_a ... |a\rangle \langle a| = \hat{1}$
 $\delta_a ... |a\rangle \langle a| |a| \rangle$
 $\delta_a ... |a\rangle \langle a| |a| \rangle \langle a| |a| \rangle$

حيث معاملات المفكوك هي

$$\langle a_n | \psi \rangle = \int \langle a_n | x \rangle \langle x | \psi \rangle dx$$

– احتمال أن تسفر عملية القياس Â لمرة واحدة على نظام في الحالة (ψ)
 عن النتيجة _a يساوى

$$P_{\psi}(a_n) = \left| \left\langle a_n \right| \psi \right\rangle \right|_{z}$$

جميع المؤثرات التى عرضناها فيما سبق لتمثيل عمليات الملاحظة الممكنة Â تحقق الشروط الواردة بالفقرة ب، كما أن دوال الحالات المناسبة لعمليات الملاحظة هذه تتمتع بالخواص المذكورة سابقا. من أمثلة أنواع المؤثرات الأخرى التى لاتتمتع بالخواص المذكورة هى مؤثرات الإفناء والتوليد $(y \pm \frac{6}{\partial y})$ الواردة بالباب الخامس أثناء دراسة ألمهتز التوافقى. ورد ذكر تلك المؤثرات مرة أخرى فى صورة â , ⁺ بالبند ١٢–٥. هذه المؤثرات لاتمثل عمليات يمكن ملاحظتها.

مسائل ۱۲

الدوال المناسبة المسواة للحالة الأرضية، E_0 ، لمهتز توافقى هى $(x \mid E_0) = \frac{\alpha^{1/2}}{\pi^{1/4}} \exp\left[-\frac{1}{2}\alpha^2 x^2\right]$

إذا كان النظام في الحالة

$$\left\{ x \mid \psi \right\} = \frac{\sigma}{\pi}^{1/2} \exp\left[-\frac{1}{2} \sigma^2 x^2 \right]$$
فما هو احتمال أن يسفر قياس الطاقة عن النتيجة $E_0 = \langle \psi \mid x \rangle$ فما هو احتمال أن يسفر قياس الطاقة عن النتيجة (لإجراء التكامل انظر المسألة π - π بالباب الثالث)
(لإجراء التكامل انظر المسألة π - π بالباب الثالث مستخدما رموز ديراك.
17- حل المسألتين π - 3 ، π - 0 بالباب الثالث مستخدما رموز ديراك.
ما π - 17 دالة الحالة المناسبة الغير مسواة للحالة المثارة الأولى لمهتز توافقى هى

$$\langle x | E_1 \rangle = x \exp \left[-\frac{1}{2} \alpha^2 x^2 \right]$$
 أوجد دالة الحالة المناسبة المناظرة لها في فراغ كمية الحركة الخطية $\langle p | E_1 \rangle$

الباب الثالث عشر

معادلات الحركة

۱۳–۱۱ معادلة شرودنجر للحركة⁽¹⁾

حتى هذه المرحلة لم ندخل أى شيىء فى حساباتنا عن الزمن. وعلى وجه الخصوص لم نذكر كيفية تغير الخواص الملاحظة، فى نظام كمى، مع مرور الزمن. ربما تعترينا الدهشة بسبب استطاعتنا در اسة كل ماتقدم بدون إدخال معادلة للحركة. كانت وسيلتنا الرئيسية فيما سبق من در اسة هى معادلة القدر المناسب للطاقة – معادلة شرودنجر – كذلك فقد تعرضنا لمناقشات عديدة لإيجاد المستويات المتاحة للطاقة فى الأنظمة المختلفة، وهذا من السهولة بمكان إجراؤه فى الميكانيكا الكلاسيكية. لذلك وضعت التصورات لوصف حركة الجسيمات الكمية تحت تأثير طاقات الوضع المختلفة (الباب الرابع). كانت تلك التصورات هى الشبيه الكمى للتصورات العامة التى تُفْتَرض كلاسيكيا على أساس قانون حفظ الطاقة

$$\frac{p}{2m} + V(x) = E \quad \text{(مقدار ثابت)} \qquad (1-17)$$

عند عمل ذلك لم نتطلب أى تعميم لمعادلة نيوتن للحركة التى عادة ماتكتب بدلالة القوة والعجلة. بكتابة معادلة نيوتن للحركة بدلالة الكميات الفيزيائية التى لها أهميتها فى ميكانيكا الكم فإنها تبدو على النحو:

⁽¹⁾ the Schrodinger equation of motion

 $\frac{dp}{dt} = -\frac{\partial V}{\partial r}$ $(\gamma - 1 \pi)$ فيما يلى نستعرض الشكل الميكانيكي الكمي لتلك المعادلة. في الباب الثالث افترضنا علاقة المبادلة $[\hat{\mathbf{x}}, \hat{\mathbf{p}}] = \iota \hbar$ بالتعامل مع المؤثر x كمتغير جبرى عادى فإنه يؤول إلى Â→x $\hat{p} \rightarrow -\iota \hbar \frac{\partial}{\partial r}$ ويُمَتَّل المؤثر ۾ كما يلي: نتوقع الآن التعامل أيضا مع الزمن t كمتغير جبري عادي. من وجهة نظر الأبعاد نرى أن علاقة الزمن بالطاقة هي تماما كعلاقة المسافة بكمية الحركة الخطية؛ بالمعنى [ħ] = [كمية الحركة الخطية] × [المسافة] = [الطاقة] × [الزمن] وهذا يعنى أن الحدين لهما أبعاد ħ. على ذلك يكون مقنعا للغاية افتراض أن $\iota \hbar \frac{\partial}{\partial t} = \hat{H}$ (7-17) وهذه عبارة عن معادلة مؤثر . هذا المؤثر يؤثر على متجهات الحالة

المعتمدة على الزمن $\langle \Psi(t)
angle$

مادمنا نهتم بمتجهات الحالة المعتمدة على الزمن فإن للمعادلة (٣-٣) نفس الفحوى الفيزيائي الموجود بالمعادلة المناظرة الحاوية على و. قدمنا من قبل شكل آخر يعبر عن التأثير بالمؤثر (Ĥ(x,p على حالة مُعبر عنها فى صورة المتغيرات الفراغية (الغير حاوية على الزمن). بتجميع هذه المعلومات نحصل على

$$\iota \hbar \frac{\partial}{\partial t} \langle \mathbf{x} | \Psi(t) \rangle = \hat{H}(\mathbf{x}, -\iota \hbar \frac{\partial}{\partial \mathbf{x}}) \langle \mathbf{x} | \Psi(t) \rangle \qquad (\xi - \iota \Psi)$$

وتلك هي معادلة شرودنجر للحركة.

تعد هذه المعادلة فرضا فيزيائيا جديدا، وسوف نعطيه الرمز ف(٣) امتدادا للرموز الموضوعة فى البند ٣-٣. هذا الفرض مجرد تخمين مبنى على مفاهيم أساسية، وعذرنا فى قبوله أنه يؤدى إلى اقتراحات متوافقة تماما مع النتائج التجريبية.

نعتبر الآن الشكل الذى يبدو عليه حل المعادلة (٢٣-٤). نظرا لأن المؤثر الموجود بالطرف الأيسر للمعادلة يعتمد فقط على الزمن، والمؤثر الموجود بالطرف الأيمن يعتمد فقط على x، فهذا يعنى أننا نبحث عن حل له الشكل

$$\langle x|\Psi(t)\rangle = u(x)f(t)$$
 (0-17)

بالتعويض من المعادلة (١٣–٥) فـى المعادلة (٤–١٢) والقسمة على (u(x)f(t)، نجد

$$\frac{\iota\hbar\frac{\partial}{\partial t}f(t)}{f(t)} = \frac{\hat{H}(x, -\iota\hbar\frac{\partial}{\partial x})u(x)}{u(x)}$$
(1-17)

وحيث أن الطرف الأيسر للمعادلة (٦٣–٦) يعتمد الآن على t فقط والطرف الأيمن يعتمد فقط على x وأن هذين المتغيرين (x,t) يتغير ان بصفة مستقلة عن بعضهما فإن كلا من طرف المعادلة يجب أن يساوى مقدار ا ثابتا. لأسباب ستظهر بعد قليل نشير لهذا الثابت بالرمز E. أى أن

$$\frac{\iota \hbar \frac{\partial}{\partial t} f(t)}{f(t)} = E \qquad (\forall - \iota \forall)$$

$$\frac{\hat{H}(x,-\iota\hbar\frac{\partial}{\partial x})u(x)}{u(x)} = E \qquad (\Lambda-\iota\pi)$$

المعادلة (۸–۱۳) هي بالضبط معادلة القدر المناسب للطاقة، ولهذا نكتب $E = E_n$ (۹–۱۳) $u(x) = \langle x | E_n \rangle$ (۱۰–۱۳)

وعليه فإن حل المعادلة (٤-١٣) عند قيمة معينة للطاقة E_n هو $\langle x | \Psi(t) \rangle_{E_n} = e^{-\iota E_n t/\hbar} \langle x | E_n \rangle$ (١٢-١٣)

نحصل على الحل العام للمعادلة (١٣-٤) من مجموع الحلول السابقة بمعاملات اختيارية، أى أن

$$\langle x | \Psi(t) \rangle = \sum_{n} e^{-\iota E_{n} t/\hbar} \langle x | E_{n} \rangle F(E_{n})$$
 (17-17)

نود استخدام هذه المعادلة لتعيين كيفية نمو أى دالة حالة اختيارية
$$\langle \psi | x \rangle$$

مع مرور الزمن. يجب حينئذ تحقق شرط الحدود عند 0 = t، و هو
(12-17) $\langle x | \Psi \rangle = \langle (0) \Psi | x \rangle$
بالتعويض من هذا فى المعادلة (17-11) نحصل على
بالتعويض من هذا فى المعادلة (18-17) نحصل على
(10-17) $\langle x | \Psi \rangle_{\pi} = \langle x | \Psi \rangle_{\pi}$

ولكن هذا هو بالضبط مفكوك أى دالة اختيارية بدلالة الحالات المناسبة للطاقة، وقد تم التعرض لذلك بالبند ١٢-٣. ومن هذا وباستخدام المعادلتان (١٢-١٢) ، (١٢-٥٠) نجد

$$F(E_n) = \langle E_n | \psi \rangle \qquad (17 - 17)$$

أى أن الحل المعتمد على الزمن والمحقق لشرط الحدود (١٢–١٤) هو $\langle \mathbf{x} | \Psi(\mathbf{t}) \rangle = \sum_{n} e^{-\iota E_{n} t l \hbar} \langle \mathbf{x} | E_{n} \rangle \langle E_{n} | \psi \rangle$ (۱۷–۱۳)

> حيث باستخدام المعادلة (١٢–٥٠) مرة أخرى نحصل على $\langle E_n | \Psi \rangle = \int \langle E_n | x \rangle \langle x | \Psi \rangle dx$ (۱۸–۱۳)

من أبسط الأمثلة على هذا الوضع حالة جسيم حر كمية حركته الخطية محددة. لتلك الحال يكون

$$\langle x | \psi \rangle = \langle x | p \rangle = \left(\frac{1}{2 \pi \hbar} \right)^{1/2} e^{v_{px}/\hbar}$$
 (19-17)

أما الحل المعتمد على الزمن فهو

$$\langle x | \Psi(t) \rangle_p = \left(\frac{1}{2\pi \hbar} \right)^{1/2} e^{i(px - Et)/\hbar}$$
 (Y - 1 T)

حيث

$$E = \frac{p^2}{2m} \, .$$

وتلك هي الموجة الكاملة لدى برولى الواردة بالمعادلة (١–١٨)، التي أدخلت لتفسير حيود الإلكترونات.

وضحُ الآن، ولأول مرة نتيجة لأساليب ميكانيكية كمية عامة، وجود دليل مباشر على صحة معادلة الحركة الافتراضية (١٣–٤).

لتوضيح المعانى المحتواة فى المعادلة (١٣–١٤) نعتبر مرة أخرى حالة جسيم واقع تحت تأثير بئر جهد لانهائى (انظر المعادلة ٣–٤). أوضحنا من قبل إمكانية فك أى دالة حالة عامة عند الزمن 0 = t بدلالة الحالات المناسبة. لتبسيط الحسابات نعتبر أن الحالة الابتدائية عبارة عن تراكب بسيط من الحالات المناسبة. على سبيل المثال نعتبر أن تراكب بسيط من الحالات المناسبة. على سبيل المثال نعتبر أن (x/ψ) = $2^{-1/2} [\langle x|E_1 \rangle + \langle x|E_3 \rangle]$ = $\left(\frac{1}{2a}\right)^{1/2} \left[\cos \frac{\pi x}{2a} + \cos \frac{3\pi x}{2a}\right]$

 $\begin{aligned} \|\Psi(t)\rangle &= (2)^{-1/2} \left[\langle x | E_1 \rangle e^{-\iota E_1 t/\hbar} + \langle x | E_3 \rangle e^{-\iota E_3 t/\hbar} \right] \\ &= \left(\frac{1}{2a} \right)^{1/2} \left[\cos \frac{\pi x}{2a} e^{-\iota E_1 t/\hbar} + \cos \frac{3\pi x}{2a} e^{-\iota E_3 t/\hbar} \right] \end{aligned}$

حيث $_{\rm E_n}$ تعين بالمعادلة (٣٠-٣). احتمال تواجد جسيم عند الزمن t بطاقة $_{\rm n}$ يساوى $P_{\Psi(t)}(E_n) = |\langle E_n | \Psi(t) \rangle^2$ $= |\langle E_n | \Psi \rangle \langle x | \Psi(t) \rangle dx|^2$ $= |\langle E_n | \Psi \rangle^2$ (٢٤-١٣)

هذه الاحتمالات لاتتغير مع الزمن.

للحالة تحت الدراسة يكون احتمال تواجد الجسيم، عند أى زمن، فى مستوى الطاقة الأول مساويا لاحتمال تواجده فى مستوى الطاقة الثالث.

التوزيع الاحتمالي للجسيم في الفراغ هو

$$P_{\Psi(t)}(x) = |\langle x | \Psi(t) \rangle|^2 = \frac{1}{2a} \left[\cos^2 \frac{\pi x}{2a} + \cos^2 \frac{3\pi x}{2a} \right] + \frac{1}{a} \cos \frac{\pi x}{2a} \cos \frac{3\pi x}{2a} \cos (E_3 - E_1) t / \hbar$$

أى أن التوزيع الفراغى به حد لايعتمد على الزمن. على وجه الخصوص فإن احتمال تواجد الجسيم عند نقطة الأصل يتذبذب فى المقدار، مـع مـرور الزمن، بين الصفر وقيمة الاحتمال الابتدائية

$$P_{\Psi(t)}(0) = \frac{1}{a} (1 + \cos(E_3 - E_1) t / \hbar)$$
 (YV-1Y)

۲-۱۳ معادلة الحركة لهيزنبرج⁽¹⁾

لمعادلة شرودنجر للحركة أهمية كبيرة فى تقديم طرق تقريبية لحساب مساحات مقاطع الاستطارة. لن نوجه اهتمامنا هنا لدراسة ذلك ولكننا سنعتبر علاقة هذه المعادلة بالميكانيكا الكلاسيكية.

معادلة شرودنجر للحركة هى الوسيلة الطبيعية لوصف تغير نظام ميكانيكى كمى مع الزمن. فى هذا التصور يُنظر إلى المؤثرات الممثلة لعمليات الملاحظة على أنها مستقلة عن الزمن. أما متجهات الحالة فهى تعبر عن الأنظمة تحت الملاحظة. وحيث أن هذه المتجهات (الواصفة لحالة الأنظمة) تتغير مع الزمن فكذلك تكون نتائج عمليات الملاحظة. يعطى متوسط نتيجة تكرار الملاحظة \hat{A} (الملاحظات تتم عند زمن 1) على سلسلة من الأنظمة كل منها فى الحالة $((r) \Psi)$ بالمعادلة

$$\overline{a}_{\Psi(t)} = \langle \Psi(t) | \hat{A} | \Psi(t) \rangle$$
$$= \int \langle \Psi(t) | x \rangle \hat{A}(x, \frac{\partial}{\partial x}) \langle x | \Psi(t) \rangle dx \qquad (\Upsilon \wedge - \Upsilon \Upsilon)$$

هذا المتوسط بالطبع دالة في الزمن.

على الرغم من أن هذا الوصف طبيعى تماما إلا أنه ليس لـه حد كلاسيكى بسيط، وذلك لأن متجهات الحالـة لاتلعب أى دور فى الميكانيكا الكلاسيكية. فضلا عن ذلك، مـن الوجهـة الكلاسيكية لاتُمَـيز عمليـات الملاحظة عن نتائج الملاحظة وعليه فالمؤثرات الكلاسيكية ماهى إلا

(1) the Heisenberg equation of motion

متغيرات جبرية عادية (مثل (p(t), x(t)). المتغيرات الجبرية هذه هى التى تُظهر الاعتماد الزمنى للكميات الفيزيائية المختلفة للنظام. ومن هذا يجب علينا وضع المعادلة (١٣–٢٨) فى صورة تتمتع بالكثير من مغزى الوصف الكلاسيكى. يمكن عمل ذلك ببساطة تامة، وعلى وجه الخصوص عند استخدام رموز ديراك التى بواسطتها نستبعد أى معلومات غير جوهرية من المعادلات.

تبدو معادلة شرودنجر للحركة (١٣-٤) بدلالة متجهات الحالة في الصورة

$$u\hbar\frac{\partial}{\partial t}|\Psi(t)\rangle = \hat{H}|\Psi(t)\rangle \qquad (19-17)$$

وحلها هو (باستخدام شرط الحدود (۲۳ – ۱٤): ($\Psi(t)$) = $e^{i\hat{H}t|\hbar}|\Psi(0)\rangle = e^{-i\hat{H}t|\hbar}|\psi\rangle$ ($\Psi(\tau)$) = $e^{i\hat{H}t|\hbar}|\psi\rangle$ ($\Psi(t)$) = $exp\left[-i\hat{H}(x), -i\hat{h}\frac{\partial}{\partial x}t, -i\right]q = \langle (t)\Psi|x\rangle$ $\langle \psi|x\rangle = exp\left[-i\hat{H}(x), -i\hat{h}\frac{\partial}{\partial x}t, -i\right]q = \langle (t)\Psi|x\rangle$ $= exp\left[-i\hat{H}t/\hbar \int_{n}^{\infty} \frac{|x|E_{n}\rangle\langle E_{n}|\psi\rangle}{|x|E_{n}\rangle\langle E_{n}|\psi\rangle}$ $= \sum_{n} exp\left[-iE_{n}t/\hbar \int_{n}^{\infty} \frac{|x|E_{n}\rangle\langle E_{n}|\psi\rangle}{|x|E_{n}\rangle\langle E_{n}|\psi\rangle}$ $= exit ae initial for the solution (<math>\Psi(-\Psi(t))$). $\psi|x|^{n}\hat{h}e^{-i\hat{H}t/\hbar}\hat{h}e^{-i\hat{H}t/\hbar}\hat{h}e^{-i\hat{H}t/\hbar}$

حينئذ تصبح القيمة المتوسطة لنتيجة تكرار التأثير بهذا المؤثر (على الحالة (ψ) المعينة عند (t = 0 مساوية

$$\overline{a(t)_{\psi}} = \langle \psi | \hat{A}(t) | \psi \rangle \qquad (\pi \pi - 1\pi)$$

المعادلة (١٣–٣٣) متماثلة حقا مع المعادلة (١٣–٢٨). كل مافعلناه هنا هو تغيير الرمز بالطرف الأيمن ليصبح

$$\overline{a}_{\Psi(t)} = \overline{a(t)_{\psi}} \qquad (\pi \xi - 1\pi)$$

إلا أن التصور الآن يختلف كلية عن سابقه.

المؤثر $\hat{A}(t)$ يمثل عملية ملاحظة عند الزمن t على حالة معينة عند الزمن t = 0. هذا قريب الشبه جدا من الوصف الكلاسيكى، ويتسنى لنا الآن توقع الارتباط القريب الشبه بين المؤثرات المعتمدة على الزمن، $\hat{A}(t)$ ، والمتغيرات الجبرية الكلاسيكية المناظرة المعتمدة على الزمن.

بتفاضل المعادلة (٢٢-٣٢) مع تذكر إبقاء المؤثر ات الغير متبادلة في مواضعها الصحيحة، نجد

$$\iota \hbar \frac{dA(t)}{dt} = -\hat{H} e^{\iota \hat{H} t/\hbar} \hat{A} e^{-\iota \hat{H} t/\hbar} + e^{\iota \hat{H} t/\hbar} \hat{A} e^{-\iota \hat{H} t/\hbar} \hat{H}$$
$$= -\hat{H} \hat{A}(t) + \hat{A}(t) \hat{H}$$

(مع ملاحظة أن

$$\hat{H}(t) = e^{\iota \hat{H}t/\hbar} \hat{H} e^{-\iota \hat{H}t/\hbar} = \hat{H}$$

هذا يعنى أن مؤثر الطاقة المعتمد على الزمن لايعتمد فى الحقيقة على t) وتلك هى معادلة هيزنبرج للحركة التى تكتب فى صورتها المختصرة كالآتى:

$$\iota \hbar \frac{d\hat{A}(t)}{dt} = \left[\hat{A}(t), \hat{H}\right] \qquad (\texttt{mo-lm})$$

المعنى الفيزيائى لهذه المعادلة متماثل مع معادلة شـرودنجر للحركة (١٣-٤).

بتطبيق المعادلة (٣٣–٣٥) عندما يكون
$$\hat{A}(t) = \hat{x}(t)$$
 (٣٦–١٣)
على جسيم يتحرك فى بعد واحد تحت تأثير طاقة وضع معينة
 $\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\hat{x})$

نجد أن $\iota \hbar \frac{d\hat{x}(t)}{dt} = [\hat{x}(t), \hat{H}(t)]$ (۳۷–۱۳)

من السهل التحقق، باستخدام التعريف (١٣–٣٢)، من أن علاقات المبادلة بين المؤثرات المعتمدة على الزمن (مؤثرات هيزنبرج) تأخذ نفس صورة العلاقات المناظرة بين المؤثرات المستقلة عن الزمن (مؤثرات شرودنجر). وعلى ذلك

$$\iota \hbar \frac{d\hat{\mathbf{x}}(t)}{dt} = \frac{1}{2m} \left[\hat{\mathbf{x}}(t), \hat{p}^2(t) \right] \qquad (\forall A - \forall \forall)$$

ولكن

$$\begin{split} \left[\hat{x}, \hat{p}^2 \right] &= \hat{x} \, \hat{p}^2 - \hat{p}^2 \, \hat{x} \\ &= \left[\hat{x}, \hat{p} \right] \hat{p} + \hat{p} \left[\hat{x}, \hat{p} \right] \\ &= 2 \iota \hbar \hat{p} \qquad (\intercal - \iota \intercal) \\ \\ \iota h \hat{q} \\ \frac{d \hat{x}}{d t} &= \frac{\hat{p}(t)}{m} \qquad (\varkappa - \iota \intercal) \\ \begin{pmatrix} \hat{x} \\ \hat{u} \\ \hat{d} \\ \hat{d$$

للحصول على المتساوية الأخيرة استخدمنا نتيجة المسألة ٣-٢ بالباب الثالث. مما سبق نجد

$$\frac{d\hat{p}(t)}{dt} = -\frac{\partial V(\hat{x})}{\partial \hat{x}} \qquad (\epsilon r - \iota r)$$

يمكن لنا بسهولة تعميم هذه المعادلات في الثلاث أبعاد.

والآن فإن المعادلة (١٣–٤٠) متماثلة مع العلاقة الكلاسيكية بين كمية الحركة الخطية والسرعة (معدل تغير الموضع). تعد المعادلة (١٣–٤٣) تعميما مباشرا لمؤثرات القانون الثاني لنيوتن، المعادلة (١٣–٢). هـذا يوضح لذا أن معادلة الحركة الكمية $(1-3) - i_0$ بالتكافؤ المعادلة $(1-7) - i_0$ بالمعادلة (10-(10) - تؤدى إلى أن المؤثرات المعتمدة على الزمن والمعرفة بالمعادلة (11-17) تحقق بالضبط نفس العلاقات التى تحققها المتغيرات الجبرية الكلاسيكية المناظرة. من ناحية أخرى يمكن ضرب المعادلة (11-٤٠) من جهة اليسار فى $\langle \psi | x \rangle$ وإجراء التكامل على x لنحصل على القيمة المتوسطة لتكرار الملاحظة الحادثة عند زمن t على نظام فى حالة اختيارية $\langle \psi |$ عند الزمن $0 = t \cdot c$ من ثم نحصل على

$$\frac{d}{dt}\overline{x(t)}_{\psi} = \frac{p(t)_{\psi}}{m} \qquad (\xi \xi - 1 \pi)$$

بالمثل من المعادلة (١٣-٤٣) نجد

$$\frac{d}{dt}\overline{p(t)_{\psi}} = -\frac{\overline{\partial V(x)_{\psi}}}{\partial x} \qquad (\xi \circ - \eta \tau)$$

وهذا يُظهر لنا أن هذه القيم المتوسطة تحقق معادلات الحركة الكلاسيكية.

توصلنا الآن بالكامل إلى النص العام لمبدأ التناظر، ألا وهو "عند الحد الكلاسيكي تتحول ميكانيكا الكم إلى الميكانيكا الكلاسيكية أو بمعنى آخر إلى ميكانيكا نيوتن".

ليس لمعادلة الحركة لهيزنبرج، المعادلة (١٣–٣٥)، الكثير من الأهمية الواقعية في مسائل معينة من ميكانيكا الكم، وذلك يرجع لكونها تشير إلى

(1) constants of motion-parity

المؤثرات. هذا يؤدى بدوره، لأى حالة $\langle \psi |$ ، إلى الاعتماد على كل القيم المتوقعة للمؤثر. ومع ذلك فإن هذه المعادلة تقودنا إلى استنتاجات بسيطة وهامة تتعلق بأى عملية ملاحظة $\hat{F}(t)$ متبادلة مع \hat{H} ، مثل عمليتى الملاحظة \hat{J}^2 , \hat{J}^2 ،

$$\left[\hat{F}(t),\hat{H}\right] = 0 \qquad (\xi \forall -1 \forall \gamma)$$

حينئذ من المعادلة (١٣-٣٥) نجد

$$\frac{d\hat{F}(t)}{dt} = 0 \qquad (\xi \vee - \vee \nabla)$$

بأخذ القيمة المتوسطة عندما يكون النظام في أى حالة اختيارية، نحصل على

$$\frac{d}{dt}\frac{\overline{\hat{F}(t)}_{\psi}}{dt} = \frac{d}{dt} \langle \Psi(t) | \hat{F} | \Psi(t) \rangle = 0 \qquad (\varepsilon \wedge - \iota \tau)$$

وهذا دليل على عدم تغير القيمة المتوسطة مع الزمن. إذا كان النظام عند الزمن t = 0 فى الحالة المناسبة للمؤثر Ê فإن هذه الحالة تبقى حالة مناسبة لهذا المؤثر عند أى زمن لاحق، وذلك لأن المؤثر لايتغير مع الزمن.

تسمى (المؤثرات (F(t) التى تحقق المعادلة (١٣-٤٦) بثوابت الحركة. هذا بمثابة تعميم للكميات التى تبقى محفوظة⁽¹⁾ فى الميكانيكا الكلاسيكية. لجسيم حر أو لأى نظام مغلق ينظر إلى مؤثر كمية الحركة الكلية على أنه من ثوابت الحركة . كما ذكرنا بالباب الثامن ، لجسيم حر

(1) conserved

يسير تحت تأثير طاقة وضع مركزية نجد أن كمية الحركة الزاوية الكلية ومركباتها، كل على حده، متبادلة مع الهاميلتونى. طبقا للمفهوم السابق تصبح أيضا هذه الكميات من ثوابت الحركة. (يجب أن تأخذ المؤثرات يزَ, ²زَ قيما محددة ثابتة، وعندها تأخذ بزَ, _عزَ قيما متوسطة ثابتة فقط.)

مانود عمله الآن هو إدخال ثوابت حركة لبعض الخواص التى يمكن ملاحظتها فى نظام ميكانيكى كمى والتى ليس لها مثيل فى الميكانيكا الكلاسيكية.

نعتبر نظاما الهاميلتونى له لايتغير من جراء عملية انعكاس الإحداثيات، أى أن

 $\hat{H}(\bar{\tau}) = \hat{H}(-\bar{\tau}) \qquad (\xi - \eta)$

ندخل مؤثر الانعكاس Ŷ الذي من التعريف يتمتع بالخاصية

 $\hat{P}\langle \mathbf{r}|\psi\rangle = \langle -\mathbf{r}|\psi\rangle \qquad (\circ \cdot - \mathbf{r})$

لذلك فإن ناتج تأثير $\hat{\mathbf{r}}$ على أى حالة هو تحويلها إلى الحالة المناظرة فى النظام الإحداثى المنعكس. لأول وهلة يبدو لنا أن هذا المؤثر يشبه بعض الشيىء مؤثرات الإفناء والتوليد المقدمة عند نهاية الباب الخامس. إلا أن هذا المؤثر، على عكس مؤثرات الإفناء والتوليد، له قيم مناسبة حقيقية مساوية $\mathbf{1}_{\pm}$. هذه القيم المناسبة تتمى إلى دوال الحالة التى تصبح فردية أو زوجية من جراء عملية الانعكاس. طبقا للبند ٤-٢ يمكن التعبير عن الدوال المناسبة للمؤثر شرات الولية كانت تتمتع بخواص انعكاس محددة (أى فردية أو أو زوجية). نظرا لأن تلك الحالات تتمتع بخواص انعكاس محددة (أى فردية أو أو زوجية). نظرا لأن تلك الحالات تتمتع بخواص انعكاس محددة (أى فردية أو أو زوجية). نظرا لأن تلك الحالات التى كل منها حالية من جراء معلية الاحالات تتمتع بخواص انعكاس محددة أو فردية أو أو زوجية). نظرا لأن تلك الحالات التى كل منها حالية من المكن عمل فئة تامة فمن الممكن عمل فئة تامة ورحيدة المؤثر $\hat{\mathbf{r}}$.

على ذلك فإن المؤثر ثر أيحقق كل متطلبات الباب الثانى عشر لجعله مؤثر ا يعبر عن كمية قابلة للملاحظة. القيم المناسبة لهذا المؤثر، 1±، ماهى إلا ندية الحالة. يتسنى لنا النظر إلى هذا المؤثر على أنه عملية ملاحظة الندية.

والآن لأى حالة (ψ| نجد

$$\hat{P}\hat{H}(\tau)\langle \bar{\tau}|\psi\rangle = \hat{H}(-\tau)\langle -\tau|\psi\rangle$$
$$= \hat{H}(\tau)\hat{P}\langle \tau|\psi\rangle$$

حيث استخدمنا هنا المعادلة (١٣-٤٩). لهذا فإننا نحصل على معادلة المؤثر

 $\hat{P}\hat{H}(r) = \hat{H}(r)\hat{P} \qquad (\circ 1 - 1\pi)$

ولكن هذا هو بالضبط الشرط الذى يجعل (استخدم المعادلة (١٣–٣٥)) $\frac{d\hat{P}}{dt} = 0$

ليصبح Ŷ من ثوابت الحركة.

خلال نمو أى حالة مع الزمـن تبقى صفـة النديـة بـدون تغيـير، علـى شـرط تحقق المعادلة (١٣–٤٩) فقـط. وهو نـوع جديد مـن قوانيـن الحفظ الـذى يلعب دورا هاما فى ميكانيكا الكم وليس له شبيه فى الميكانيكا الكلاسيكية.

تُحَقق ثلاثة من الأربع تفاعلات الأساسية بالجدول ١١–٢ المعادلة (١٣–٥١). أما التفاعلات النووية الضعيفة كتحلل-بيتا، مثلا،

 $n \rightarrow p + e^- + \overline{\nu}$

تتغير بالانعكاس وعليه تصبح الندية غير محفوظة. نفهم من ذلك أن هذا التفاعل يبدو مختلفا اختلافا جو هريا عند النظر إليه من خلال نظام إحداثى منعكس- أو من خلال مرآة. تستمد الصورة الكلاسيكية لهذه الفكرة من خلال المقارنة بين قذيفتى مدفع وبندقية. تخرج قذيفة المدفع بعيدا بدون حركة مغزلية ويكون لها نفس الشكل عند استخدام نظام إحداثى منعكس (أى بالتكافؤ عند النظر إليها من خلال مرآة). أما قذيفة البندقية فيصاحبها حركة مغزلية فى اتجاه معين، وليكن مثلا فى اتجاه عقارب الساعة حول خط مسار القذيفة. عند النظر فى مرآة موضوعة على امتداد خط المسار عقارب الساعة، وهذا وضع مميز تماما عن الآخر. بنفس المفهوم فإنه فى تحلل-بيتا من النيوترون تخرج دائما ⊽ بمغزلية فى اتجاه عقارب الساعة مول مسار ها، والنيوترون تخرج دائما ته بمغزلية فى اتجاه عقارب الساعة يتصرف بطريقة مشابهة لقذيفة البندقية فى اتجاه عكس

1-1 قوانين الحفظ وعدم التغير⁽¹⁾

 $\hat{F}^{+} = \hat{F}^{+}$ نستطيع تعريف المؤثر المصاحب الهرميتى $\hat{F}^{+} = \hat{F}^{+}$ وذلك باستلزام أن القيم المتوقعة لأى حالات $\langle \Psi |, \langle \phi |$ تحقق الشرط (07–10) $\hat{F}^{+} |\Psi \rangle = \langle \Psi | \hat{F} | \phi \rangle$ إذا كان \hat{F} على شكل مصفوفة فإننا نكتب الشرط على عناصر ها كما يلى:

⁽¹⁾ conservation laws and invariance (2) Hermitian conjugate operator

$$\begin{split} \hat{(1-2)} & \hat{(1)} |\hat{r}| \langle i| \rangle = \langle i| \hat{r}| \langle i| \rangle = \langle i| \hat{r}| \langle i| \rangle \\ \hat{r}| \langle i| \hat{r}| \langle i| \rangle = \langle i| \hat{r}| \rangle & \hat{r}| \langle i| \hat{r}| \rangle \\ \hat{r}| \hat{r$$

(1) unitary

$$\hat{U}\hat{U}^{\dagger} = \exp\left[\iota\epsilon\hat{F}\right]\exp\left[-\iota\epsilon\hat{F}\right] = \hat{I} \qquad (\circ - \iota\pi)$$

وعليه يكون المؤثر ft وحدى كما سبق لنا توقع ذلك بالرموز من قبل. إذا كان مقدار ع صغيرا للغاية فإننا نحتاج فقط إلى الأخذ فى الاعتبار لأول حدين فى المفكوك (١٣–٥٧) ليصبح المؤثر الوحدى المتناهى فى الصغر له الشكل

بهذه الطريقة نستطيع ربط المؤثر الوحدى بأى مؤثر هرميتى، والعكس صحيح. ذكرنا فيما سبق أن التفسير الفيزيائى للمؤثر الهرميتى هو أنه يعبر عن كميات فيزيائية قابلة للملاحظة. أما الآن فنقدم التفسير الفيزيائى للمؤثرات الوحدية.

نفرض الحالة (
 التأثير عليها بالمؤثر الوحدى
 لتكوين حالة
 جديدة

$$\begin{split} \left| \psi^{u} \right\rangle &= \left(\hat{\psi} \right) \\ \left| \hat{\psi}^{u} \right\rangle &= \left(\hat{\psi} \right) \\ \left| \hat{\psi}^{u} \right\rangle &= \left(\hat{\psi} \right) \\ \langle \psi \left| \hat{\psi} \right\rangle &= \left(\hat{\psi} \right) \\ \end{split}$$

$$\langle \psi^{u} | x \rangle = \langle x | \psi \rangle^{*} = \langle \psi | \hat{U} | x \rangle = \langle \psi | x \rangle^{*}$$

ليصبح

$$\langle \psi^{"} | = \langle \psi | \hat{U}^{+}$$
 (17-17)

ولذلك إذا كانت إ ψ مسواة فإننا نحصل على (۲۲–۲۲) $1 = \langle \psi | \hat{\psi} \rangle = \langle \psi | \hat{\psi} \rangle = \langle \psi | \psi \rangle = \langle \psi | \psi \rangle$ وتكون $\langle \psi |$ مسواة هى الأخرى. بنفس المفاهيم نقول إذا كان $\langle a | a | a h$ فئة تامة من الحالات المناسبة المتعامدة (انظر البند ۲۱–۲)، فحينئذ يكون أيضا $\hat{U} | a | a | a | a | h$

فئة تامة متعامدة.

على ذلك فإن المؤثرات الوحدية تمكننا من الانتقال من وصف ما للنظام إلى وصف فيزيائى آخر مكافىء للوصف الأول. فمثلا، إذا كان $\langle_n a |$ هى الحالات المناسبة لطاقة نظام معين والمعينة طبقا لفئة إحداثيات ما فإنه بالاختيار المناسب للمؤثر \hat{U} فإن $\langle_n^* a |$ يمكن أن تكون الحالات المناسبة لنفس النظام فى محاور إسناد الإحداثيات الجديدة التى نحصل عليها بإزاحة نقطة الأصل (انتقال) أو بتغيير توجيه الإحداثيات (دور ان).

بوجه عام إذا كان \hbar هى مقدار الإزاحة لنقطة الأصل (الإحداثى. كارتيزى) وكان $\hat{\mathbf{f}}$ هو المؤثر الذى يمثل كمية الحركة المناظرة للإحداثى. عندئذ يكون $\hat{\mathbf{t}}$ المعرف بالمعادلة (1 \mathbf{r} – \mathbf{r}) هو المؤثر الوحدى الذى ينقل الحالات القديمة إلى الحالات المناظرة فى الإحداثيات الجديدة. من أبسط الأمثلة على ذلك هو إزاحة الإحداثى x لنظام خطى، مثل المهتز التوافقى الخطى، بمقدار a. فى مثل هذا الوضع يكون $\hat{\mathbf{f}}$ هو مؤثر كمية الحركة $\hat{\mathbf{q}}$.

$$\hat{U}^{a} = \exp[\iota \hat{p}a/\hbar]$$
 (٦٦-١٣)
في تمثيل شرودنجر نعبر عن الحالات الجديدة $\langle \psi |$ بدلالة الحالات القديمة
 $\langle \psi |$ كما يلي:

$$\langle x | \psi^{a} \rangle = \exp\left[\frac{\iota a}{\hbar}(-\iota \hbar \frac{\partial}{\partial x})\right] \langle x | \psi \rangle ,$$

$$= \left[1 + \frac{1}{1!}(a\frac{\partial}{\partial x}) + \frac{1}{2!}(a\frac{\partial}{\partial x})^{2} + \dots\right] \langle x | \psi \rangle \qquad (\forall \forall \forall \forall)$$

$$= \langle x + a | \psi \rangle$$

حصلنا على المتساوية الأخيرة نظرا لأن التعبير قبل الأخير هو بالضبط مفكوك تيلور لدالة الحالة (x+a/ψ) بدلالة الحالة الأصلية (x/ψ).

نعتبر مؤثر، من النوع العام، \hat{U} متناهى فى الصغر ويمثل عملية انتقال متناهية فى الصغر لإحداثى مستخدم لوصف نظام فيزيائى معين. يطلق على النظام أنه عديم التغير بالنسبة لهذه الانتقالات إذا كانت القيمة المتوقعة للهاميلتونى للحالات $\langle \Psi |, \langle \Phi |$ لاتتغير من جراء عملية الانتقال؛ أى عندما يكون

 $\langle \phi | \hat{H} | \psi \rangle = \langle \phi^{u} | \hat{H} | \psi^{u} \rangle$ (1/-)

$$\begin{split} e^{i} e^{i} e^{i} e^{i} e^{i} \hat{H} \dot{\Psi} \rangle &= \langle \phi | \hat{H}^{\dagger} \hat{H} \hat{U} | \psi \rangle, \\ &= \langle \phi | (\hat{I} - \iota \varepsilon \hat{F}) \hat{H} (\hat{I} + \iota \varepsilon \hat{F}) | \psi \rangle, \\ &= \langle \phi | \hat{H} | \psi \rangle - (\iota \varepsilon) \langle \phi | \hat{F} \hat{H} - \hat{H} \hat{F} | \psi \rangle \end{split}$$

حيث أهملنا فى المتساوية الأخيرة الحد الذى من الرتبة ϵ^2 . نظر الأن هذا الوضع يتحقق لأى حالة من الحالات $\langle \psi |, \langle \phi |$ فيمكن استبعاد الحالات وكتابة الشرط المفروض على المؤثر الذى يصاحبه صفة عدم التغير كما يلى:

$$\hat{F}\hat{H} - \hat{H}\hat{F} \equiv \left[\hat{F}, \hat{H}\right] = 0 \qquad (\vee \cdot - \vee \vee)$$

ولكن هذا هو بالضبط، من المعادلة (١٣-٤٦)، الشرط اللازم لجعل \hat{F} من ثوابت الحركة (أى الشرط اللازم لجعل الكمية $\langle \hat{F} \rangle$ محفوظة). ولكون هذه المفاهيم قابلة للعكس فإننا نجد ارتباط هام بين عدم التغير وقوانين الحفظ ؛ "الشرط الضرورى والكافى لجعل كمية حركة خطية ما محفوظة هو أن يكون الهاميلتونى عديم التغير عند إجراء عمليات الإزاحة للإحداثى المناظر".

من أمثلة ذلك عدم تغير عناصر مصفوفة الهاميلتونى
$$\hat{H} = \frac{\hat{P}^2}{2 \text{ m}}$$

للجسيم الحر عنـد إجـراء عمليـات الإزاحـة للإحداثـى وبقـاء كميـة الحركـة الخطية للنظام محفوظة.

إلا أن عدم التغير هذا لايتحقق فى حالة جسيم يتحرك تحت تأثير طاقة وضع تتغير (تهتز) توافقيا وممركزة عند نقطة ثابتة معينة. وذلك لأن طاقة الوضع تُعَرِّف نقطة الأصل لإحداثى طبيعى. لهذا النظام لاتكون كمية الحركة محفوظة. فى حقيقة الأمر هذه النتيجة ليست قاصرة فقط على إزاحات الإحداثيات الفراغية-الزمنية وكميات الحركة الخطية المناظرة، ولكنها تسرى أيضا على أى زوج من الملاحظات المتتامة . سوف نستخدم تعميما لهذه الفكرة فى الباب القادم.

ملخص الفرضين الفيزيائيين بالبند ٣–٣ (مبدأ التناظر ومبدأ النتام) أضيف هنا للفرضين الفيزيائيين بالبند ٣–٣ (مبدأ التناظر ومبدأ النتام) فرض فيزيائى ثالث – هو معادلة الحركة لنظام كمى. يمكن كتابة هذه المعادلة إما فى صورة شرودنجر $\lambda r \frac{\partial}{\partial t} |\Psi(t)\rangle = \hat{H} |\Psi(t)\rangle$

أو في صورة هيزنبرج

$$\iota \hbar \frac{d\hat{A}(t)}{dt} = \left[\hat{A}(t), \hat{H}\right]$$

هذه الصياغة أكثر ملاءمة للحسابات الكمية. ترتبط صورة هيزنـبرج ارتباطا قريبا بالنظريـة الكلاسيكية وقد بينـا أنهـا تـوّدى إلـى أن الميكانيكـا الكلاسيكية هى حقا الحد الكلاسيكى (ħ=0) لميكانيكا الكم.

من أعظم التطبيقات أهمية على معادلة هيزنبرج هو تلك الملاحظات $\hat{F}(t), \hat{H} = 0$ القابلة للمبادلة مع \hat{H} (أى التى فيها تتحقق المعادلة $0 = [\hat{F}(t), \hat{H}]$). لهذا الحال تعبر المؤثرات عن ملاحظات لاتتغير مع الزمن، وعليه تكون الكميات الملاحظة محفوظة. يمكن ربط هذه الملاحظات المحفوظة (الهرميتية) بالمؤثرات الوحدية، التى تصف عمليات انتقال الإحداثيات مع بقاء الهاميلتونى بدون تغيير – مثل الإزاحات والدورانات. لذلك فإن عدم التغير عند إزاحة الإحداثيات الخطية يرتبط بحفظ كمية الحركة الخطية، وعدم التغير عند الدوران (أى عند إزاحة الإحداثيات الزاوية) يرتبط بحفظ كمية الحركة الزاوية.

مسائل ١٣

1-1 وضح أن معادلتى هيزنبرج للمؤثرات (x(t)) ثمه تزتوافقى تكون متماثلة فى صياغتها مع معادلات الحركة الكلاسيكية المناظرة. تكون متماثلة فى صياغتها مع معادلات الحركة الكلاسيكية المناظرة. 1-7 فى نظام لجسيمين متماثلين يجب علينا إدخال المؤثر $\hat{P}_{1,2}$ الذى يُحْدِث تبادلا لموضعى الجسيمين 1, 2. القيمتان المناسبتان لهذا المؤثر هما $1 \pm$ المنتميتان إلى الحالة المناسبة المتماثلة والحالة المناسبة المتماثلة ضديديا عند إجراء عملية التبادل. ماهو الشرط الذى يجب وضعه على ضديديا عند إجراء عملية التبادل. ماهو الشرط الذى يجب وضعه على الهاميلتونى \hat{H} لهذا النظام ليؤكد لنا أن المؤثر $\hat{P}_{1,2}$ من توابت الحركة المتماثلة المناسبة المتماثلة والحالة المناسبة المتماثلة المناسبة المتماثلة والحالة المناسبة المتماثلة والحالة المناسبة المتماثلة ما المناسبة المتماثلة والحالة المناسبة المتماثلة من ما المناسبة المتماثلة والحالة المناسبة المتماثلة من من أوابت الحركة؟

الباب الرابع عشر القاعدة الذهبية⁽¹⁾

1-1٤ نظرية الاضطراب المعتمدة على الزمن⁽²⁾

عند در اسة ظاهرة سريان السوائل فى الظروف المستقرة المثالية يتاح لنا اثنين من الطرق الممكنة التى ننسبها إلى كل من أويلر⁽³⁾ ولاجر انج⁽⁴⁾. فى طريقة أويلر يُنظر إلى النظام ككل فى صورة الكثافة والتيار عند نقاط ثابتة فى الفراغ. فى هذه الطريقة لايظهر الزمن بوضوح، وذلك لأنه على الرغم من سريان السائل فإن التيارات والكثافات عند نقاط ثابتة لاتتغير مع الزمن فى وضع الاستقرار. من الناحية الأخرى يمكن التركيز على عنصر معين من السائل الفعلى ونتبع حركته فى النظام، وتلك هى رؤية لاجرانج المسألة. فى طريقة لاجرانج نجد أن الزمن يلعب دورا حيويا حتى فى وضع الاستقرار.

تعاملنا فيما سبق مع المسائل الديناميكية فى ميكانيكا الكم من وجهتها المستقلة عن الزمن، أى طبقا لرؤية أويلر. لهذا فإن تأثير خطوة الجهد على حزمة من الجسيمات قد نوقش بالبند ٤–١ فى صورة الحزمتين النافذة والمنعكسة. أما فى البندين ١٠–٣، ١٠–٤ فقد اعتبرنا استطارة حزمة من الجسيمات بواسطة طاقة وضع معينة على أساس نفس وجهة النظر هذه.

تتيح لنا معادلة شرودنجر المعتمدة على الزمن التعامل مع المسائل الديناميكية لكل من الاستطارة والانحلال بطريقة تقترب كثيرا من معاملة

⁽¹⁾ golden rule (2)time dependent perturbation theory (3) Euler(4) Lagrange

لاجرانج الكلاسيكية. فالنظام يبتدىء بحالة معينة، ومن النمو الزمنى لهذه الحالة (باستخدام معادلة شرودنجر (٢٣-٢٩)) يمكن حساب الاحتمال لكل وحدة زمن لتواجد النظام فى حالة أخرى عند أى لحظة زمنية لاحقة . بوجه عام لايمكن الحصول على حل لمثل هذه المسائل، ولكن إذا كان التفاعل المتسبب فى الانتقال من حالة لأخرى صغيرا فمن الممكن الوصول إلى حل تقريبى للمسألة بدلالة قوى تصاعدية⁽¹⁾ لشدة طاقة وضع التفاعل. وهذا مايعرف بنظرية الاضطراب المعتمدة على الزمن. نظر العمومية هذه النظرية فسوف نقوم باستخدام رموز ديراك العامة فى معالجتها.

لتحديد أفكارنا من المفيد التفكير في استطارة جسيم بواسطة طاقة وضع ثابتة المقدار (تم دراسة هذه المسألة من قبل بالباب العاشر ولكن طبقا لرؤية أويلر). نعتبر أي نظام يسمح لنا بتقسيم مؤثر الطاقة الكلية، الهاميلتوني، إلى جزئين نعتبر أي نظام يسمح لنا بتقسيم مؤثر الطاقة الكلية، الهاميلتوني، إلى جزئين نعتبر أي نظام يسمح لنا بتقسيم مؤثر الطاقة الكلية، الهاميلتوني، إلى جزئين (١-١٤) حيث $\hat{H} = \hat{H}_0 + \hat{V}$ والتي يمكن إيجادها بالضبط. حينئذ يكون \hat{V} هـو المعبر عن طاقة وضع التفاعل.

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \hat{V}(\hat{r})$$

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \hat{V}(\hat{r})$$

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \hat{V}(\hat{r})$$

من الواضع فيها أن النظام الحر يُعَرَّف بحد طاقة الحركة

⁽¹⁾ ascending powers

 $\hat{H}_{0} = \frac{\hat{p}^{2}}{2m}$ (7-15)نفرض أن الدوال المناسبة المنتمية للمؤثر ، Ĥ والتي تعطي القيم المناسبة E عند التأثير عليها بهذا المؤثر هي $|E_n,\alpha\rangle \equiv |n\rangle$ $(\xi - 1\xi)$ حيَّث الرمز α هو اختصار لجميع المعلومات الإضافية اللازمة لتعيين حالة فريدة. لجسيم حر يعبر عن هذه الدوال بالمركبتين المستقلتين لمتجه الوحدة المُعَرِّف لاتجاه كمية الحركة الخطية. من ناحية أخرى يمكن تعريف حالة النظام بمتجه كمية الحركة الخطية، $|u\rangle \equiv |b^{\nu}\rangle$ (0-12) الحالة (n) تُكون فئة مسعامدة تامة⁽¹⁾ . على الرغم من أن هذه الحالات تكون عادة متصلة إلا أننا يمكننا التعامل معها على اعتبار أنها متقطعة، وذلك بغرض تعميم المسألة. لاستيفاء هذه الفكرة نكتب شرط المسعامدية كالآتى: $\langle n | m \rangle = \delta_{nm}$ (7-15) وعندئذ تكتب الحالات الحرة المعتمدة على الزمن على النحو (انظر المعادلة (١٣-١٣)) $|n(t)\rangle = |n\rangle_{e^{-\iota E_n t/\hbar}}$ $(Y-1\xi)$

نفترض أن النظام الفيزيائى الفعلى متواجد فى حالة معتمدة على الزمن (Ψ_i(t) |

⁽¹⁾ complete orthonormal set

والتي يجب أن تحقق معادلة شرودنجر للحركة (١٣-٢٩)، $\iota \hbar \frac{\partial}{\partial t} |\Psi_{i}(t)\rangle = |\hat{H}_{0} + \hat{V}|\Psi_{i}(t)\rangle$ (1-15) المعامل i يدلل على أنه عند الزمن الابتدائي الذي نعتبره مساويا t = -T/2(9-12)يكون النظام في حالة مناسبة للنظام الحر (انظر المعادلة (١٤-٧))، $|\Psi_i(-T/2)\rangle = |i\rangle e^{iE_iT/2\hbar}$ $(1,-1\xi)$ عند استطارة جسيم نتيجة لطاقة وضع معينة نجد أن الحالة $|i\rangle = |p_i\rangle$ $(1)-1\varepsilon$ هي التي تُعَرّف طاقة واتجاه الحزمة الساقطة قبل حدوث الاستطارة. من الملائم البحث عن حل للمعادلة (١٤-٨) في صورة مفكوك بدلالة الدوال المناسبة (المعتمدة على الزمن) للنظام الحر، $|\Psi_i(t)\rangle = \sum |n\rangle e^{-\iota E_n t/\hbar} a_{ni}(t)$ (17-12) عند تلاشى طاقة وضع التفاعل (٧=٥) ينبغي لهذا المفكوك أن يكون هو الشكل العام للحل المعتمد على الزمن (المعادلة (١٣–١٣)) الـذي معاملاتـه a_{ni} ثابتة (a_{ni} تناظر (F(E_n). إلا أن وجود ŷ بالهاميلتوني يستحث ظهور الاعتماد الزمني في هذه المعاملات. من الواضح أن شرط الحدود (١٤-١٠) هو $a_{ni}(-T/2) = \delta_{ni}$ (17-12)نعتبر حالة نهائية معينة ونرمز لها بـالرمز f . عند استطارة جسيم

نعتبر حالة نهائيه معينة وترمر لها بالرمر ا . عد استخاره بسيم نتيجة لوجوده تحت تأثير طاقة وضع ما فإن الحالة النهائية تعين بمعلومية كمية حركة نهائية

 $|f\rangle = |p_{\tau}\rangle$ $(1\xi-1\xi)$ احتمال أن يتواجد النظام عند الزمن t في الحالة {f| يساوى $w(t) = |\langle f | \Psi_i(t) \rangle|^2 = |a_n(t)|^2$ (10-12) باعتبار فترة زمنية كلية T محسوبة ابتداء من لحظة تهيئة الحالة الابتدائية للنظام، (i)، نجد أن الاحتمال لكل وحدة زمن لحدوث انتقال للنظام من الحالة الابتدائية إلى الحالة النهائية، (f |، يساوى "w" = $\frac{W(T/2)}{T} = \frac{|a_{\bar{n}}(T/2)|^2}{T}$ (17 - 15)على ذلك فإن المعاملات (a_n(t في المفكوك (١٢-١٢) هي ببساطة معدلات الانتقالات() التي نود حسابها. هذه المعاملات معروفة باسم سعات الانتقالات(2). لاستنتاج تعبير يعطى هذه السعات نعوض من المعادلة (١٤-١٢) في $\int u \hbar \frac{\partial}{\partial t} \left[\sum_{n} |n\rangle e^{-iE_{n}t/\hbar} a_{ni}(t) \right] = \sum_{n} \left| \hat{H}_{0} + \hat{V} \right| |n\rangle e^{-iE_{n}t/\hbar} a_{ni}(t)$ (1Y-1E)فى الطرف الأيمن لهذه المعادلة ينبغى استخدام حقيقة كون دوال الحالة عبارة عن دوال حالة مناسبة للنظام الحر، أى أن $\hat{H}_{n}|n\rangle = E_{n}|n\rangle$ $(1 \wedge - 1 \epsilon)$ هذا يؤدى إلى ظهور سلسلة من الحدود التي تتلاشى مع حدود الطرف الأيسر الناتجة من إجراء التفاضل الزمنى على المعاملات الأسية. أما الحدود المتبقية فهى:

(1) transition rates (2) transition amplitudes

$$\begin{split} \sum_{n} \left| u \hbar \right| n \rangle e^{-v E_{t} t/\hbar} \frac{d}{dt} a_{ni}(t) &= \sum_{n} \hat{V} \left| n \right\rangle e^{-v E_{t} t/\hbar} a_{ni}(t) \qquad (19-16) \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 \right| \\ e \left| V \right| \\ e \left| V \right| &= \left| 0 | \\ e \left| V \right| \\$$

t = -T/2 (۲۳–۱٤) فإن مدى التكامل يتلاشى وتؤول المعادلة (۱٤–۲۲) إلى شرط الحدود المطلوب (۱٤–۱۳). ثانيا، تفاضل المعادلة (۱٤–۲۲) بالنسبة للزمن هو بالضبط المعادلة (۱٤–۲۱).

ينظر للمعادلة (٢٢-٢٢) على أنها من المعادلات المهمة المعبرة عن سعات الانتقالات (a_n(t) وذلك لأنها تعطى قيم مضبوطة لتلك السعات (مضبوطة لأننا لم نستخدم أى تقريبات حتى الآن) . إلا أن هذه المعادلة

ليس لها حل في شكل محدود (1) . يتسنى لنا الحصول على حل تقريب بسيط لو افترضنا إمكانية عمل مفكوك بدلالة قوى طاقة التفاعل ŷ (أو بدقة أكثر بدلالة قوى عنصر المصفوفة (f|v)n، من هذا فإننا نحصل على التقريب الصفرى بإهمال التكامل بكامله لنجد $a_{s}(t) = \delta_{s}$ $(Y \xi - 1 \xi)$ وهذا هو التعبير الجبرى للحقيقة الفيزيائية الواضحة التي تفيد أنبه عند إهمال طاقة التفاعل يبقى النظام في حالته الابتدائية عند كل الأزمنة (انظر المعادلتين (٢-١٤)، (٢-١١)، أى أن $|\Psi_i(t)\rangle = |i(t)\rangle$ (YO-1E)لإيجاد التقريب الذي يلى التقريب الصفري نعوض من المعادلة (١٤-٢٤) في التكامل الوارد بالمعادلة (٢٤-٢٢). يصبح حيناً ذ المجموع عديم الأهمية ونستطيع تقييم المعادلة عند الزمن t = T/2 لتعطى $a_{fi}(T/2) = \delta_{fi} + (\iota \hbar)^{-1} \langle f | \hat{V} | i \rangle \int_{-\iota}^{1/2} e^{-\iota(E_f - E_i)t/\hbar} dt$ (17-15) نفرض أن الحالة النهائية غير مماثلة للحالة الابتدائية، أى أن $\delta_{c} = 0$ (YY-1E)عندها يمكن التعويض من المعادلة (١٤-٢٦) في المعادلة (١٤-١٦). من الأنسب أخذ النهاية عندما تؤول الفترة الزمنية إلى مالانهاية، ومن ثم $w'' = (\hbar)^{-2} \left| \left\langle f \left| \hat{V} \right| i \right\rangle \right|^2 \times$ $\times \lim_{T \to \infty} \left[\hbar \int_{-T/2}^{T/2} e^{\iota(E_f - E_i)t/\hbar} \frac{dt}{\hbar} \right] \left[\frac{1}{T} \int_{T/2}^{T/2} e^{\iota(E_f - E_i)t/\hbar} dt \right]$ (YA-12)

(1) closed form

المعامل الذي بين أول قوسين مربعين من جهة اليسار يساوى $2\pi\hbar\delta(E_{\rm f}-E_{\rm i})$ (٢٩-١٤) وحيث أن هذا المعامل يتلاشى مالم يكن وحيث أن هذا المعامل يتلاشى مالم يكن $E_{\rm f}=E_{\rm i}$ (٣٠-١٤) فيجب علينا مساواة الأس الموجود بين القوسين المربعين الآخرين بالصفر. على ذلك فإن الكمية ككل تؤول إلى الواحد الصحيح ونستطيع أن نعبر عن معدل الانتقال كالآتى:

$$w'' = \frac{2\pi}{\hbar} \langle f | \hat{V} | i \rangle \delta(E_i - E_i) \qquad (\pi i - i \epsilon)$$

وجود الدالة ٥ يضمن لذا أن المعدل يساوى صفر مالم تكن الطاقة مُحَقَّقة لقانون الحفظ. التعبير السابق تقليدى بعض الشيىء وذلك نتيجة للفترة الزمنية اللانهائية التى اعتبرناها، وأيضا لحقيقة اعتبارنا لحساب معدل الانتقال إلى حالة من الحالات النهائية المعرفة بالتحديد. فى الواقع التجريبى يوجد عادة على الأقل جسيم واحد حر فى الحالة النهائية والذى يمكن اعتباره حاملا لطاقة محددة داخل حدود ضيقة، وأن اتجاه هذا الجسيم يُعَرَّف بزاوية مجسمة متناهية فى الصغر. بطريقة مكافئة نقول أن كمية الحركة الخطية للجسيم تُعَرَّف بواسطة جهاز الكشف لتقع داخل المدى مين المركة الخطية للجسيم تُعَرَّف بواسطة جهاز الكشف للقع

نفرض أن
(۳۲–۲۲)
$$ho(p_{
m f}) d^3 p_{
m f} =
ho(p_{
m f}) p_{
m f}^2 dp_{
m f} d\Omega_{
m f}$$

هو عدد الحالات الكمية في المدى المذكور]. نشير إلى هذه الحالات باسم

الحالات المعنية⁽¹⁾ . نحصل على معدل الانتقال إلى حالة من الحالات النهائية المعنية بضرب المعادلة (١٤–٣١) فى المعادلة (١٤–٣٢). (إذا كان هناك العديد من الجسيمات فى حالات نهائية فيجب أن يتواجد العديد من مثل هذه المعاملات – انظر المعادلة (١٤–٩٧) التى سترد فيما بعد).

> نضع التعريف $\rho(E_i) = \delta(E_i - E_i)\rho(p_i)d^3p_i$ (۳۳–۱٤)

الذى يكافىء كثافة الحالات النهائية المعنية المتوافقة مع قوانين حفظ الطاقة.

بضرب المعادلة (١٤–٣١) في المعادلة (١٤–٣٢) فإن معدل الانتقال الفعلى إلى حالة من الحالات المعنية يساوى $dw_{fi} = w_{fi} \rho(p_{f}) d^{3} p_{f}$ $dw_{fi} = w_{fi} \rho(p_{f}) d^{3} p_{f}$ $dw_{fi} = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle f| \hat{V} | i \rangle|^{2} \rho(E_{f})$

كتبنا هنا معدل الانتقال فى صورة تفاضل وذلك لأن (F₆) كمية تفاضلية تؤدى إلى معدل انحلال تفاضلى⁽²⁾ أو إلى مساحة مقطع. نحصل على المعدل الكلى للانحلال أو مساحة المقطع الكلى بإجراء المجموع على كل الحالات المعنية الممكنة. هذا يستدعى إجراء تكامل على قيم كميات الحركة الخطية التى لم تعين من قبل بواسطة قانون حفظ الطاقة، وإجراء التكامل أيضا على كل الزوايا المجسمة بالحالة النهائية.

(1) relevant states (2) differential decay rate

تم تطبيق المعادلة (١٤–٣٥) على مدى كبير من الظواهر الكمية، ولهذا فقد سماها إنريكو فيرمى⁽¹⁾ بالقاعدة الذهبية. فيما يلى سنستمر فى دراسة استطارة جسيم مفرد بواسطة طاقة وضع ثابتة فى المقدار، ومن ثم سوف نناقش الانتقالات الإشعاعية ومعدلات الانحلال.

٢-١٤ استطارة طاقة الوضع

مانود حسابه هذا هو مساحة المقطع التفاضلي لاستطارة جسيم تحت تأثير طاقة وضع معينة. نستطيع إجراء ذلك بواسطة معرفتنا لمعدل انتقال النظام من حالة ابتدائية يصاحبها كمية حركة خطية p إلى حالة نهائية يصاحبها كمية حركة خطية p.

نعتبر أو لا المعامل الذى يصف كثافة الحالات النهائية المعنية. لجسيم حر تتحصر حركته فى بعد واحد فى المدى $0 \le x \le L$ (٣٦–٦٤) نجد أن الحالة المناسبة، والمسواة، لكمية الحركة الخطية هـى (انظـر المعادلة (٣–٣٦)): (٢–٣٢) (٣–٢١) نحصل على حيث من المعادلة (٢–١١) نحصل على حيث من المعادلة (٢–١١) نحصل على لهذا فإن عـدد الحـالات المتواجـدة فـى مـدى كمية الحركة الخطية، و +dp-dp-dp ، يساوى

(1) Enrico Fermi

$$dn = \frac{L}{2\pi\hbar} dp \qquad ("9-11)$$

أما في الثلاثة أبعاد فإننا نكتب الحالة المناسبة، والمسواة، المناظرة كما يلي:

$$\langle \mathbf{X} | \mathbf{p}_{\mathbf{n}} \rangle = \mathbf{L}^{-3/2} \, \mathrm{e}^{\mathrm{i} \mathbf{p}_{\mathbf{n}} \cdot \mathbf{X} / \hbar}$$
 (5.-15)

وبنفس المفهوم السابق يكون عدد الحالات في مدى ما من كمية الحركة الخطية مساويا

$$\rho(p) d^{3} p = \left(\frac{L}{2\pi\hbar}\right)^{3} d^{3} p = \left(\frac{L}{2\pi\hbar}\right)^{3} p^{2} dp d\Omega \qquad (\xi) = \xi$$

يجدر بنا الإشارة هنا إلى أن الكمية $L^3 d^3 p$ تعبر عن حجم ما فى فراغ-الطور⁽¹⁾ وأننا قد توصلنا إلى نتيجة لها أهميتها فى الميكانيكا الإحصائية، وهى وجود حالة كمية واحدة لكل حجم⁽²⁾ مساوى وهى وجود حالة كمية واحدة لكل حجم⁽²⁾ مساوى (٤٢-١٤) .

عند الاستطارة داخل زاوية مجسمة ،Ωل تعطى كثافة الحالات النهائية المعنية بالعلاقة (من المعادلة (١٤ –٣٣))؛

$$\rho(E_f) = \delta(E_i - E_f) \rho(p_f) d^3 p_f$$

$$= \left(\frac{L}{2\pi\hbar}\right)^3 p_f^2 \frac{dp_f}{dE_f} d\Omega_f \delta(E_i - E_f) dE_f \qquad (\xi \nabla - \chi \xi)$$

بإجراء التكامل على أى مدى من الطاقات النهائية، التى تتبع قانون حفظ الطاقة، تتلاشى الدالة -
$$\delta$$
، و هذا يستلزم أن يكون
 $E_i = E_f = \frac{p_f^2}{2 \text{ m}}$

(1) phase-space (2) one quantum state per volume

Ć

ومنه

$$\frac{dp_{t}}{dE_{t}} = \frac{m_{t}}{m} \tag{(20-12)}$$

وبالتعويض في المعادلة (٢٤-٤٣) نجد

$$\rho(E_f) = \left(\frac{L}{2\pi\hbar}\right)^3 m p_f d\Omega_f \qquad (\xi \forall -1\xi)$$

بهذا السياق يمكن التفكير فى الحجم L^3 الذى تم تسوية الحالات بداخله على أنه كبير جدا، ولكنه مايز ال صغير ا بدرجة كافية لعدم استيعاب الجهاز اللازم لإنتاج الحزمة الابتدائية والكشف عن الجسيم المستطار. ينبغى ألا تؤثر هذه الفكرة على النتيجة النهائية. وهذا بمثابة اختبار طفيف لمفهومنا عن عدم ظهور L^3 فى التعبير النهائى عن مساحة المقطع التفاضلى (انظر المعادلة (1 - 10) التى سترد فيما بعد).

نحن الآن بصدد كتابة علاقة واضحة تعبر عن معدل الانتقال. مساحة المقطع التفاضلي ماهي إلا معدل الانتقال لوحدة الفيض، وقد بينا ذلك بالبندين ١٠–١، ١٠–٣، بالباب العاشر.

> لدواعى التسوية نضع فيض الحالة الابتدائية في الصورة ١ p

$$Flux = \rho_{V} = \frac{1}{L^{3}} \frac{p_{i}}{m} \qquad (\xi V - 1\xi)$$

بتراكب القاعدة الذهبية (١٤–٣٥) مع المعادلة (١٤–٤٦) المعبرة عن كثافة الحالات النهائية، والمعادلة (١٤–٤٧) المعبرة عن الفيض الابتدائى، فإن العلاقة التي تعطى مساحة المقطع التفاضلي للاستطارة داخل الزاوية المجسمة Ωb تكتب كما يلي (انظر البند ١٠–٣):

$$\sigma(\vartheta,\varphi) = \frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{1}{Flux} \cdot \frac{dw_{fi}}{d\Omega}$$
$$= \left(\frac{mL^3}{p_i}\right) \left(\frac{2\pi}{\hbar}\right) \left|\left\langle p_f \left|\hat{V}\right| p_i\right\rangle\right|^2 \left(\frac{L}{2\pi\hbar}\right)^3 m p_f \qquad (\xi \land -1\xi)$$

للوصول إلى التعبير السابق تم إجراء خطوات طويلة بعض الشيىء. الجزء الوحيد المتبقى هو حساب عنصر مصفوفة طاقة الوضع. يمكن عمل ذلك باستخدام رموز ديراك واتباع أسلوب المعادلة (١٢–٢٢) مع تذكر أننا هنا نواجه مسألة حقيقية فى الثلاثة أبعاد.

إذا كانت طاقة الوضع مركزية ومتماثلة كرويا فإننا نجد $\langle p_f | \hat{V} | p_i \rangle = \int \langle p_f | r \rangle V(r) \langle r | p_i \rangle d^3 r$ $= \frac{1}{L^3} \int e^{-\iota p_f \cdot r/\hbar} V(r) e^{\iota p_i \cdot r/\hbar} d^3 r$ (٤٩-١٤) $= \frac{1}{L^3} \int e^{-\iota K \cdot r} V(r) d^3 r = \frac{1}{L^3} \widetilde{V}(K)$

حيث

 $K \hbar = (p_{i} - p_{i})$ $L = (p_{i} - p_{i})$ $K \hbar = (p_{i} - p_{i})$ $L = (p_{i} - p_{i})$ $K \hbar = (p$

فى حالة الاستطارة المرنة(1) تصبح قيمتا كمية الحركة الابتدائية

(1) elastic scattering

والنهائية متساويتين، ومن ثم يؤول الاعتماد الصريح على كميتى الحركة الخطية بالمعادلة السابقة إلى الوحدة. يظهر بالمعادلة المعامل المحتوى على كميات الحركة الخطية بسبب الفيض الابتدائى وكثافة الحالات النهائية، وليس لميكانيكية التفاعل المحتواة فى الكمية (K) ك دخل فى ذلك.

لطاقات الوضع الأكثر عمومية التى تتسبب فى حدوث تغيير فى طبيعة واتجاه الجسيم المستطار يصبح المعامل المحتوى على كميتى الحركة الخطية الابتدائية والنهائية له أهمية قصوى. من الآن فصاعدا سوف نضع

$$p_i = p_i = p \qquad (\circ \gamma - \gamma \xi)$$

بمقارنة المعادلة (١٩–٥١) بالمعادلة (١٠–٢٦) يظهر لنا (بغض النظر عن المعامل المحتوى على \hbar, m أن (K) \tilde{V} هو سعة الاستطارة، (θ)f، الناتجة عن طاقة الوضع (V(r) . يتضح لنا أيضا من المعادلة (θ)f، الناتجة عن طاقة الوضع (r) . وري لطاقة الوضع، نسبة إلى انتقال فورير لطاقة الوضع، نسبة إلى انتقال فورير لكمية الوضع، نسبة إلى انتقال فورير لكمية الوضع، نسبة إلى انتقال فورير الحاي المعادلة العامي المعادلة (10-10) أن (10) \tilde{V} هو انتقال فورير لطاقة الوضع، نسبة إلى انتقال فورير الحاي المعادلة العامي المعادلة العامي المعادلة العامي المعادلة (10) \tilde{V} الناتجة عن طاقة الوضع (10) \tilde{V} والما من المعادلة العامي المعادلة العامي المعادلة العامي المعادلة العامي المعادلة المعادلة العامي المعاد المعادلة المعادلة (10) \tilde{V} المعادلة العامي المعاد المعاد المعادلة العامي المعاد المعاد المعاد المعادلة العامي المعاد المعاد

$$p_i \cdot p_f = p^2 \cos \vartheta \qquad \qquad (\circ \xi - 1 \xi)$$

حيث حيث هى الزاوية التى يُستطار الجسيم خلالها (زاوية الاستطارة). لهذا فإن مساحة المقطع التفاضلى تظهر كدالة فى الطاقة وزاوية الاستطارة، كما يجب أن تكون. إذا كان R هو مدى طاقة الوضع فإن الزمن الذى يقضيه الجسيم داخل منطقة تأثير طاقة الوضع يساوى

$$\tau = \frac{R}{v} = \frac{Rm}{p} \qquad (\circ \circ - 1 \xi)$$

نتحقق صلاحية التقريب الذى وضعناه من قبل (وهو إجراء مفكوك فى صورة قوى طاقة الوضع) إذا كان حاصل ضرب زمن المرور τ وطاقة وضع الاستطارة $\langle V \rangle$ صغيرا بالنسبة إلى \hbar ، أى إذا كان $\tau \langle V \rangle$

 $p > \frac{R m \langle V \rangle}{\hbar}$ (21-50)

من هذا فإن هذه النظرية تطبق فى الأحوال التى تشتمل على كميات حركة خطية كبيرة، أو بمعنى آخر تطبق عند الطاقات العالية. هذا يعنى أن نظرية الاضطراب تكمل التحليل الذى قدمناه فى صورة إزاحات الطور بالباب العاشر. التحليل فى صورة إزاحات الطور له أهميته عند الطاقات المنخفضة، حيث يشارك فى حل المسألة عدد محدود من حالات كمية الحركة الزاوية.

لحساب انتقال فورير لطاقة المضع ندخل الإحداثيات القطبية بحيث يكون المحور القطبى⁽¹⁾ فى اتجاه K. نشير إلى المتغيرات الزاوية الإضافية بالرموز '0, '\0، وذلك لتمييزها عن 0, 0 التى يعتمد عليها K وتتمتع بأهميتها الفيزيائية حيث يستطار الجسيم خلالها. لهذا نكتب

(1) polar axis

$$\begin{split} \tilde{V}(K) &= \int e^{iKr} V(r) d^3r \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{\pi} \int_{0}^{e} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} V(r) r^2 \sin\theta' dr d\theta' d\phi' \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} (K) \int_{0}^{2\pi} e^{iKr\cos\theta'} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} e^{iKr} \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V(r) dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{4\pi}{K} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr V dr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr \\ &= \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{2\pi} r \sin Kr \\ &= \int_{0$$

(1) screened Coulomb potential

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \left(\frac{2 Z_1 Z_2 e_M^2 m}{2 p^2 \sin^2 \vartheta / 2}\right)^2 \qquad (7\xi - 1\xi)$$

عند زوايا صغيرة تصبح Φ قريبة الشبه بالتعبير التقريبى الحاصلين عليه من النظرية الكلاسيكية فى المعادلة (١٠–١٦). يتضح هنا أن حقيقة عدم اعتماد مساحة المقطع الكمى⁽¹⁾ على \hbar وتماثلها مع النتيجة الكلاسيكية المضبوطة هى من الصفات المميزة لطاقة الوضع البسيطة التى تتبع القانون 1/r .

أخيرا، نشير إلى أننا اعتبرنا حالة استطارة جسيم مفرد بواسطة طاقة وضع ثابتة المقدار. من المسائل الفيزيائية المعتادة حالة استطارة جسيمين نتيجة لطاقة وضع تفاعل متبادل⁽²⁾ بينهما تعتمد على المسافة بين الجسيمين. بينا فى البند ١٠–٥ أن الاستطارة المنسوبة إلى محاور إسناد مركز الكتلة تُعطَى فى مثل هذه الأحوال من الصياغة التقليدية للمسألة، بشرط استبدال كتلة الجسيم المستطار بالكتلة المختصرة لجسيمى النظام. للحصول على مساحة المقطع الكلى نجرى التكامل على الزاوية المجسمة.

⁽¹⁾ quantum cross section (2) mutual interaction potential (3) stimulated emission (4) classical radiation field

الفوتونات. سنتعامل هذا بالتحديد مع الانتقالات التى تتم بين حالات متقطعة، مع الاهتمام الخاص بالاعتماد الزمني.

نفرض نبضة مستوية⁽¹⁾ من الإشعاع الكهرومغناطيسى الذى يلازمه فترة بقاء وتردد طيفى⁽²⁾ معينين. نستطيع التعبير عن هذه النبضة فى صورة طاقة الوضع المتجهة⁽³⁾

$$A(r,t) = \int_{-\infty}^{\infty} A(\omega) e^{-\iota(\omega t - k \cdot r)} d\omega \qquad (\neg \circ - \neg \xi)$$

حیث k متجه، فی اتجاه انتشار النبضة، قیمته تساوی k=\mathbf{w}/c

- وحيث أن
- $(3 (- \forall r)) = A vib$
- $\therefore \quad \mathbf{A} \cdot \mathbf{k} = 0 \qquad (\forall \lambda \forall \xi)$
 - أما كون الكمية A(r,t) حقيقية فيؤدى إلى A(-w)=A^{*}(w) (w)

المجال الکهربی یساوی

$$E = -\frac{\partial A}{\partial t}$$
(۲۹-۱٤)

ومنه

$$|E| = \int_{-\infty}^{\infty} \omega A(\omega) e^{-\iota(\omega t - k \cdot r)} d\omega \qquad (\forall 1 - 1 \xi)$$

$$e |E| = \int_{-\infty}^{\infty} \omega A(\omega) e^{-\iota(\omega t - k \cdot r)} d\omega$$

⁽¹⁾ plane pulse (2) frequency spectrum (3) vector potential (1) magnetic induction

$$B = \operatorname{curl} A \qquad (\forall Y - 1 \varepsilon)$$

$$\operatorname{H} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\omega}{c} A(\omega) e^{-\iota(\omega t - k \cdot r)} d\omega \qquad (\forall T - 1 \varepsilon)$$

يُعَيَّن فيض الطاقة⁽¹⁾ (أى الطاقة لكل وحدة زمن لكل وحدة مساحة عمودية على اتجاه الانتشار) من متجه الموضع⁽²⁾ . يكون متجه الموضع فى اتجاه k وقيمته تساوى

$$|N| = \left| \frac{1}{\mu_0} E \wedge B \right|$$

= $\frac{1}{c \mu_0} \int \int \omega \, \omega' A(\omega) A(\omega') e^{-\iota [(\omega + \omega')t - (k + k')r]} \omega \, d\omega'$
($\forall \xi - \iota \xi$)

ومنه فإن الطاقة الكلية المارة خلال وحدة المساحات، العمودية على اتجاه الانتشار، أنثاء الفترة الزمنية الكلية لبقاء النبضة، تساوى

$$\int_{-\infty}^{\infty} |N| dt = \frac{2\pi}{c\mu_0} \int_{-\infty}^{\infty} \omega \omega' A(\omega) A(\omega') e^{\iota(k+k') \cdot r} \delta(w+w') d\omega d\omega'$$
$$= \frac{4\pi}{c\mu_0} \int_{0}^{\infty} \omega^2 |A(\omega)|^2 d\omega \qquad (\forall o-1 \xi)$$

للوصول إلى المعادلة السابقة استخدمنا المعادلة (١٢–٣٩). على ذلك فإن الطاقة الكلية الناشئة عن الفترة الزمنية الكلية لبقاء النبضة لوحدة المساحات ولمدى التردد ω-ω+dω تساوى

⁽¹⁾ energy flux (2) poynting vector

$$I(\omega) d\omega = \frac{4\pi\omega^2}{c\mu_0} |A(\omega)|^2 d\omega = 4\pi\varepsilon_0 c\omega^2 |A(\omega)|^2 d\omega \quad (\forall \forall \neg \neg \varepsilon)$$

$$|i\rangle \equiv |n,\ell,m\rangle$$

إلى حالة نهائية

تعطى طاقة التفاعل بين المجال الإشعاعي والإلكترون الموجود بالذرة من العلاقة

$$\hat{V} = A(r,t) \cdot \hat{J}$$

= $\frac{e}{m_e} A(r,t) \cdot \hat{p}$ (Y9-12)

حيث î هى كثافة التيار الإلكترونى و ĝ هو مؤثر كمية الحركة الخطية للإلكترون. نظرا لأن ŷ يعتمد اعتمادا صريحا على الزمن فإننا لانستطيع استخدام القاعدة الذهبية فى هذه المرحلة، وبالتالى نعود إلى المعادلة (٢٢).

$$a_{fi}(T/2) = (\iota \hbar)^{-1} \langle f | \int A(\omega) \frac{e}{m_e} \cdot \hat{p} e^{\iota k \cdot r} | i \rangle \times \\ \times \int_{-T/2}^{T/2} e^{\iota (E_f - E_i - \hbar \omega) t/\hbar} dt d\omega \qquad (\wedge \cdot - \wedge \epsilon)$$

$$a_{fi}(\infty) = 2\pi \iota \langle f | \int A(\omega) \cdot p \frac{e}{m_e} e^{\iota k \cdot r} | i \rangle \times \\ \times \delta (E_i - E_f - \hbar \omega) d\omega \qquad (\wedge 1 - \iota 1 \xi) \\ = -\frac{2\pi \iota}{\hbar} \frac{e}{m_e} A(\omega_{fi}) \langle f | \hat{p}_A e^{\iota k \cdot r} | i \rangle$$

تعطى قيمة k التى تظهر فـى الدالـة الأسـية بالمعادلـة (٨١-١٤)
بو اسطة العلاقة (استخدم المعادلة (١-٢٧))
$$k = \frac{\omega_{fi}}{c} = \left(\frac{e_M^2}{\hbar c}\right) \frac{1}{2a_0} \left|\frac{1}{n^2} - \frac{1}{n^{12}}\right|$$
 (٨٣-١٤)

ومنه

$$ka_0 \approx \left(\frac{e_M^2}{\hbar c}\right) = \frac{1}{137}$$
 (AE-1E)

مما يؤسس النتيجة المهمة وهى أن الأطوال الموجية للإشعاع المنبعث أو الممتص فى الانتقالات الذرية تكون قيمتها أكبر من اتساع الذرة بمقدار الضعف.

 $\langle f | \hat{P}_A e^{u'r'} | i \rangle = \int u_{n't'm'}(r) (-v \hbar \nabla_A) e^{u'r'} u_{ntm}(r) d^3 r$ ($\Lambda - 1 \le f$) وحيث أن الدوال المناسبة، (u(r)، تساوى الصفر لقيم r التى تكبر بكثير عن نصف قطر بوهر فإن العلاقة ($\Lambda - 1 \le \Lambda$) توضح لنا أن الحد الأسى بالمعادلة ($\Lambda - 1 \le \Lambda$) يمكن تقريبه إلى الوحدة. وهذا هو مايعرف بتقريب ثتائي القطب⁽¹⁾.

باستخدام تقريب ثنائى القطب فى المعادلة (١٤-٨١) نجد أن احتمال أن تستحت النبضة انتقال يساوى

$$w = \left| a_{fi}(\infty) \right|^{2}$$

$$= \frac{4\pi^{2}}{\hbar^{2}} \frac{e^{2}}{m_{e}^{2}} \left| A(\omega_{fi}) \right|^{2} \left| \left\langle f \left| \hat{p}_{A} \right| i \right\rangle \right|^{2} \qquad (A7 - 16)$$

$$= 4\pi^{2} \left(\frac{e_{M}^{2}}{m_{e}^{2}} \right) - \frac{I(\omega)}{m_{e}^{2}} \left| f(\hat{p}_{A} \right| i) \right|^{2}$$

$$= 4 \pi^{2} \left(\frac{e_{M}}{\hbar c} \right) \frac{I(\omega)}{m_{e}^{2} \omega_{fi}^{2} \hbar} \left| \langle f | \hat{p}_{A} | i \rangle \right|^{2}$$

للحصول على التعبير النهائى استخدمنا المعادلة (١٤-٧٦) وتعريف e_{M}^{2} . من ناحية المبدأ ماتوصلنا إليه يمثل الإجابة المطلوبة، إلا أنه يمكن الوصول إلى مفهوم أعمق للمسألة من الفكرة البسيطة الآتية: على ضوء الأبعاد نستطيع تقريب كمية الحركة الخطية إلى على ضوء الأبعاد نستطيع تقريب كمية الحركة الخطية إلى (٤-١٤)

> بالتعويض بهذه القيمة في المعادلة (٨٦-١٤) نحصل على $w \cong 4\pi \left(\frac{e_M^2}{\hbar c}\right) \left(\frac{I(\omega_{fi})\pi a_0^2}{\hbar}\right)$ (٨٨-١٤)

(1) dipole approximation

$$\langle f | \hat{p}_A | i \rangle = (\iota \hbar)^{-1} m_e \langle f | \hat{r}_A \hat{H} - \hat{H} \hat{r}_A | i \rangle$$

$$= \iota m_e \frac{E_f - E_i}{\hbar} \langle f | \hat{r}_A | i \rangle$$

$$= \iota m_e \omega_{fi} \langle f | \hat{r}_A | i \rangle$$

من المعقول تماما الآن وضع التقريب
$$\langle \mathbf{f} | \hat{\mathbf{r}}_{A} | \mathbf{i} \rangle \cong \mathbf{a}_{0}$$

ليكون
 $\langle \mathbf{f} | \hat{\mathbf{p}}_{A} | \mathbf{i} \rangle \cong \mathbf{m}_{e} \omega_{fi} \mathbf{a}_{0}$

بكتابة الاحتمال فى تلك الصورة يصبح لهذا التعبير تعليلا فيزيائيا واضحا تماما. نظرا لأننا نحسب احتمالا معينا فإن النتيجة لابد أن تمثل بعدد. المعامل الأول الواقع بين القوسين هو ثابت التركيب الدقيق (أنظر المعادلة (٨-٦))، ويعبر عن شدة التفاعل الكهرومغناطيسى (كمية ليس لها أبعاد). واضح أن المعامل ممين مهو عبارة عن مساحة المقطع المستعرض من الذرة كما يبدو للحزمة الساقطة. وحيث أن (ω) عبارة عن شدة لكل وحدة مساحة فإن العدد يكون حينئذ ممثلا لشدة الطاقة للنبضة ككل (عند تردد بوهر) التى تصدم الذرة. من الملاحظ فى المعادلة (١٤–٧٨) أن البسط المعادلة (١٤–٨٨) له نفس وحدات ħ، أى أن المعامل ككل بالمعادلة (١٤–٨٨) مجرد عدد ليس له وحدات كما يجب أن يكون.

نحصل على مساحة مقطع الانتقال الذى لايعتمد على النبضة بضرب المعادلة (٢-٨٦) فى ٤ﻫ، بغرض إعطاء الفقد المحتمل فى الطاقة، ثم القسمة على معامل الشدة؛ أى أن

$$a_{fi} = \frac{\hbar \omega_{fi} \omega}{I(\omega_{fi})} = 4 \pi \omega_{fi} \left(\frac{e_M^2}{\hbar c}\right) \pi \left|\left\langle f \left| \hat{r}_A \right| i \right\rangle\right|^2 \qquad (A9-1\xi)$$

٤-١٤ تحلل-بيتا

نطبق الآن القاعدة الذهبية على المسألة النووية لتحلل-بيتا وذلك لإلقاء بعض من التفصيل على الفكرة التي تنص على أن متوسطات الأعمار تاملاحظة للجسيمات النووية-الجزئية الغير مستقرة يجب أن تعزو إلى تفاعل نووى ضعيف ومستقل، مرت علينا هذه الفكرة من قبل في البند 1-3.

نعتبر العملية الآتية لتحلل النيوترون

$$n \rightarrow p + e^- + \overline{\nu}$$

تاريخيا يعد هذا التحلل على أنه أول تأثيرات التفاعلات النووية الضعيفة التى تم اكتشافها. من الجدول ١١–١ يتضح لنا شذوذ هذا التحلل، نظرا لأن متوسط العمر الملاحظ (احدى وعشرين دقيقة) يختلف عن الزمن النووى النموذجى بمقدار سبع وعشرون مرة من قوى العشرة. عملية تعليل وجود هذا المعامل الكبير للغاية توضح لنا مسألة أخرى سترد فيما بعد.

ومصاحبا لهما دوال موجية عبارة عن موجات دى برولى المناظرة لكميات
$$L^3$$
 الحركة هذه. سوف تتم تسوية الدوال الموجية مرة أخرى فى حجم كبير L^3 (انظر المعادلة (٤-٤)).
(انظر المعادلة (٤-٤٠)).
تعتبر أن التفاعل المتسبب فى الانتقال يعين ببساطة بواسطة بار امتر g_{β}
يشير إلى شدة التفاعل لهذا فإن عنصر المصفوفة الذى يظهر فى المعادلة
يشير الى شدة التفاعل لهذا فإن عنصر المصفوفة الذى يظهر فى المعادلة
المعبرة عن القاعدة الذهبية يساوى
وحيث أن
 $p_e < m_p C$ (97-12)

⁽¹⁾ highly localized normalized wave function

فهذا يستدعى أن يكون

$$\frac{P_e r}{\hbar}$$
 (> - 12)
 $P_e r$
 $p(r)$ (> - 12)
 $P_e r$
 $p(r)$ (> - 12)
 $P_e r$
 $P_$

في محيط هذا التقريب نحصل على

من الأنسب كتابة

عدد الحالات فى فراغ الطور/ المتاح للإلكترون والنيوترينو يساوى بالضبط نفس العدد المناظر لجسيم مفرد فى مسألة الاستطارة. وحيث أن البروتون يكون فى حالة فريدة، فمن المعادلة (١٤–٤١) نجد البروتون يكون أى حالة فريدة، فمن المعادلة (٤1–٤1) نجد $\rho(E_f) = \delta(E_i - E_f) \frac{L^3 p_i^2 dp_i d\Omega_i}{(2\pi \hbar)^3} (F_i - E_f) \delta = (F_f)^3$

 $dp_{e} dp_{v} = \left(\frac{\partial p_{v}}{\partial E_{f}}\right) dp_{e} dE_{f} \qquad (9 \wedge -1 \xi)$

ثم إجراء التكامل على
$$E_f$$
. يؤدى هذا إلى تلاشى الدالـة– ٥ من المعادلـة
(١٤–٩٧)، والالتزام بتطبيق قانون حفظ الطاقة. لهذا
 $E_i = m_n c^2 = E_f = m_p c^2 + \sqrt{p_e^2 c^2 + m_e^2 c^4} + p_v c$
وكذلك

$$\frac{\partial E_{t}}{\partial p_{v}} = c \qquad (1 \cdot \cdot - 1 \cdot \xi)$$

ومنه

$$\rho(E_f) = \left(\frac{L}{2\pi\hbar}\right)^6 \frac{1}{c} p_e^2 p_v^2 dp_e d\Omega_e d\Omega_v \qquad (1\cdot 1-1\xi)$$

نستطيع الآن التعويض من المعادلتين (١٤–٩٦)، (١٤–١٠١) فــى القاعدة الذهبية (١٤–٣٥) للحصول على المعدل التفاضلي لتحلل-بيتا

$$\frac{d^{3}w}{dp_{e} d\Omega_{e} d\Omega_{v}} = \frac{2\pi}{\hbar} \left(\frac{f\hbar}{m_{p} c}\right)^{4} \left(\frac{1}{2\pi\hbar}\right)^{6} \frac{p_{e}^{2} p_{v}^{2}}{c} \qquad (1\cdot Y - 1\xi)$$

تختص هذه المعادلة بعملية الملاحظة الكاملة التى يمكن إجراؤها، من ناحية المبدأ، وفيها يقاس اتجاه اللبتونات (أى اتجاه الإلكترون والنيوترينو) وطاقة الإلكترون، ثم باستخدام قانون حفظ الطاقة نعين طاقة النيوترينو. أما القياسات الزاوية فتمدنا بالمعلومات عن الاعتماد الزاوى للتفاعل. وحيث أننا قد فرضنا من قبل عدم افتقادنا للتماتل عند إجراء التكامل على كلا الزاويتين المجسمتين (كل تكامل يمدنا بالمعامل 4π)، عندئذ وبعد إعادة ترتيب المعادلة السابقة نحصل على

$$\frac{dw}{dp_{e}} = \frac{1}{2\pi^{3}} \left(\frac{f^{2}}{\hbar c}\right)^{2} \left(\frac{m_{p}c^{2}}{\hbar}\right)^{6} \frac{p_{e}^{2}p_{v}^{2}}{\left(m_{p}c\right)^{5}} \qquad (1\cdot \nabla - 1\xi)$$

التى تعين طيف كمية الحركة الخطية للإلكترون. أما القيمة العظمى لكميةالحركة الخطية للإلكترون، p_{max} , فنحصل عليها بمساواة كمية الحركةالخطية للنيوترينو بالصفر فى المعادلة (٤ – ٩٩)؛الخطية للنيوترينو بالصفر فى المعادلة (٤ – ٩٩)؛($m_n - m_p$) $c = \sqrt{p_{max}^2 + m_e^2 c^2}$ بحذف $_{q}$ من المعادلة (٤ – ١٠٣) نجدبحذف $_{q}$ من المعادلة (٤ – ٩٩)؛بحذف $_{q}$ من المعادلة (٤ – ١٠٣) نجد $\frac{dw}{dp_e}$ $p_e^2 \left(\sqrt{p_{max}^2 + m_e^2 c^2} - \sqrt{p_e^2 + m_e^2 c^2}\right)^2 \approx p_e^2 \left(\sqrt{p_{max}^2 + m_e^2 c^2}\right)$

تتيح هذه المعادلة للإلكترون أن ينبعث حاملا أى كمية حركة خطية محصورة فى المدى بين الصفر والقيمة العظمى لها، أما القيمة الأكثر احتمالا فتقع قرب منتصف هذا المدى المتاح.

هذه النتيجة تختلف بصورة واضحة عن النتيجة التى ينبغى أن نحصل عليها فى حالة عدم وجود نيوترينو فى الحالة النهائية. ففى هذا الوضع تعين كمية الحركة الخطية للإلكترون من قانون حفظ الطاقة بطريقة وحيدة. من الناحية التاريخية تعد عملية ملاحظة الإلكترون فى تحلل-بيتا على أنها أول دليل على وجود النيوترينو.

لإيجاد المعدل الكلى يجب أن نكامل المعدل الجزئى، المعادلة (١٤-١٠٣)، على .p. مدى هذا التكامل ينحصر بين الصفر والقيمة العظمى المعطاة بالمعادلة (١٤-١٠٤)، التى تساوى تقريبا

 $p_{\max} \approx \frac{3}{2} m_e c \qquad (1 \cdot 7 - 1 \epsilon)$

وحيث أن (من المعادلة m_ec ((١٠٥-١٤)) هي أيضا كمية الحركة الخطية النموذجية داخل علامة التكامل لذلك يجب تقريب التكامل على أساس الأبعاد ليصبح

$$\int_{0}^{p_{\text{max}}} p_{e}^{2} p_{v}^{2} dp_{e} \simeq (m_{e} c)^{5} \qquad (1 \cdot \forall -1 \xi)$$

بتر اکب هذه المعادلة مع المعادلة (١٠٣-١٤) نجد أن المعدل يساوى

$$w \approx \frac{1}{2\pi^3} \left(\frac{m_p c^2}{\hbar}\right) \left(\frac{f^2}{\hbar c}\right)^2 \left(\frac{m_e}{m_p}\right)^5$$
 (١٠٨-١٤)

يوجد للثلاث معاملات التى بداخل الأقواس تفسيرات فيزيائية بسيطة ومباشرة. فأولها من ناحية اليسار هو الزمن النووى النموذجي (انظر المعادلة (١١–٥٩)) الذي يظهر بالمعادلة نتيجة لمساواة أبعاد الطرفين، وذلك لأن w عبارة عن احتمال لكل وحدة زمن. أما المعامل الثاني فهو ثابت، ليس له أبعاد، يحدد شدة تحلل-بيتا (تفاعل نووى ضعيف) بطريقة مشابهة تماما لثابت التركيب الدقيق في الكهرومغناطيسية. من الواضح أن الحد الأخير ليس له أبعاد أيضا ويعد مقياسا (طبقًا لمعيار نووى مناسب) لكمية فراغ الطور المتاح للنظام في حالته النهائية. كما أشرنا سابقا يجب تعليل التباين الشديد بين المعدل الملاحظ، وهو $w = 10^{-3}$ sec⁻¹ $(1 \cdot 9 - 1 \epsilon)$ ومقلوب الزمن النووى الذي يساوى $\frac{m_p c^2}{t} \approx 1.4 \times 10^{24} \quad \text{sec}^{-1}$ (11.-15)يتم تفسير ذلك جزئيا بواسطة معامل فراغ الطور الذى يساوى تقريبا $\left(\frac{m_e}{m}\right)^3 \cong 10^{-16}$ (111 - 15)مؤكدا حقيقة أن النيوترون يكون أتقل من البروتون بشكل يكفى بالضبط لجعل التحلل متاحا من ناحية الطاقة.

$$\left(\frac{f^2}{\hbar c}\right)^2 \cong 10^{-10} \qquad (1)Y-1\xi$$

وتلك هى شدة التفاعل الضعيف الوارد فى الجدول ١١-٢. فى التحليلات الأخرى المدونية بالجدول ١١-١ تكون كميات الطاقات المتاحة أكبر بكثير مما فى حالة تحلل-بيتا، ويكون معامل فراغ الطور أقرب إلى الوحدة، مما يجعل فترات العمر الطويلية جدا طبقا للمقياس النووى (ليست أطول من فترة عمر النيوترون) محكومة بمدى ضعف التفاعل النووى الضعيف (انظر المسألة ١٤-٣).

نشير هذا إلى أن هذا التحليل يطبق على تحلل-بيتا من النيوترون (أو تحلل البروتون) داخل النواة على شرط استبدال طاقات السكون للنيوكلونات، التى تظهر بقانون حفظ الطاقة (١٤-٩٩)، بطاقات النواة الأم والنواة الابنة فى النظام المتحلل. يتسبب هذا فى حدوث تغييرات فى تعريف pmax، المعادلة (١٤-١٠٤)، ويجب أيضا أن يغير من قدر المساهمة الناشئة من معامل فراغ الطور. أخيرا نلاحظ أننا لانستطيع الإسهاب فى مناقشة تبعات تأثيرات عدم حفظ الندية المذكورة عند نهاية البند ١٣-٣، وذلك نظرا لإهمال المغزلية فى حساباتنا.

۱٤-٥ ملخص

باستخدام معادلة شرودنجر للحركة استطعنا استنتاج القاعدة الذهبية-التعبير التقريبي للمعدل الاحتمالي لانتقال نظام من حالة غير مضطربة لأخرى.

استخدمت هذه القاعدة أو لا لحساب مساحات مقطع الاستطارة تحت تاثير طاقة وضع معينة؛ وعلى وجه الخصوص في حساب مساحة مقطع استطارة رذرفورد. طبقت أيضا هذه القاعدة فى المعالجة شبه كلاسيكية لحساب مساحات المقطع للانتقالات الإشعاعية بالذرات وضح أن مساحات المقطع تتناسب مع ثابت التركيب الدقيق (e²_M/ħc) مضروبا فى المساحة الفعالة من الذرة. أخيرا تم استخدام القاعدة الذهبية لبناء المعنى الفيزيائى لتحلل-بيتا من

نيوترون حر. الأكثر أهمية أننا أسسنا مقدار ضعف التفاعل النووى الضعيف، (f²/ħc)، ووضحنا أيضا أن معدلات التحلل يمكن أن تتأثر بشدة بكمية فراغ الطور المتاح للنظام المتحلل في حالته النهائية.

الكروية⁽¹⁾ هى $j_1(Ka) = [\sin(Ka) - Ka\cos(Ka)]/(Ka)^2$. وَصَمَّح أَيضا أن لمساحة المقطع التفاضلي قمة أمامية شديدة بقيمة عظمى عند ٤ هذ ٢

1 = 1 طبقا للجدول 11 – ٢ يتحلل الهيبرون – $\Lambda^{(2)}$ إلى بروتون وميزون – π (بيون⁽³⁾). باتباع نفس التقريب المستخدم فى حالة تحلل – بيتا (أى اهمال ارتداد الجسيمات الثقيلة) وضح أن الطاقة المتاحة للبيون تساوى تقريبا $(5/4)m_{\pi}c^{2}$ ، وأن كمية حركته تساوى حوالى $m_{\pi}c_{\pi}c$ بسبب الأبعاد ينبغى لتفاعل التحلل أن يأخذ الصورة

$$V^2 \approx f_A^4 \left(\frac{\hbar}{m_p c}\right)$$

استخدم القاعدة الذهبية لبيان أنه في هذا التقريب يكون معدل التحلل الكلى (مقلوب متوسط العمر) مساويا

$$w = \frac{15}{16\pi} \left(\frac{f_A^2}{\hbar c}\right)^2 \left(\frac{m_p c^2}{\hbar}\right) \left(\frac{m_\pi}{m_p}\right)$$

بالمقارنة مع المعادلة (١٤–١٠٨) لاحظ أن التغير فى معامل الطور النهائى يعلل الفرق الشديد بين متوسط عمر كل من الهيبرون – Λ والنيوترون، على فرض التساوى التقريبي لشدة تفاعل التحلل الضعيف فى كلا الحالين.

⁽¹⁾ spherical bessel function (2) Λ -hyperon (3) pion

الباب الخامس عثىر

التماثل الوَحْدِى والفيزياء النووية-الجزئية(1)

٥١-١ التفاعلات القوية والشحنة الكهربية⁽²⁾ والشحنة الباريونية⁽³⁾

نحن الآن فى وضع يمكننا من الاستمرار فى دراسة خواص الجسيمات النووية الجزئية التى بدأناها فى البند ١١-٤. أوضحنا هناك فى تصادمات البروتون-نيوترون ظهور عدد كبير من الجسيمات النووية الجزئية.هذه الجسيمات هى الميزونات، النيوكلونات (النيوترون والبروتون) والهيبرونات، وقد دوناها فى الجدول ١١-١. تتولد هذه الجسيمات وتتفاعل مع بعضها البعض من خلال التفاعلات النووية القوية، وقد أطلق عليها اسم الجسيمات المتفاعلة بقوة أو الهادرونات⁽³⁾. معظم هذه الجسيمات غير مستقرة وتتحلل أو تضمحل من خلال التفاعلات النواعية النووية القوية.

أوردنا سابقا تصادمات البروتون – بروتون. فى المعجلات الحديثة للبروتونات يمكن لحزمة مكونة من 10^{12} بروتون أن تعجل كل ثانيتين لتصبح طاقتها مساوية MeV (= 30000 (= 30 GeV). لتلك الطاقات وبهذه الكثافة يتم إنتاج الجسيمات الثانوية *K, π والبروتونات الضديدية \overline{p} بوفرة كافية لفصلها بطرق كهرومغناطيسية إلى حزم ثم توجيهها إلى غرف الفقاعة الهيدروجينية⁶⁰.

⁽¹⁾ unitary symmetry and sub-nuclear physics (2) electric charge (3) baryon charge (4) hypercharge (5) hadrons (6) hydrogen bubble chambers

تُحدِث الجسيمات المشحونة المُنْتَجة فى التصادمات مع بروتونات ذرة الهيدروجين آثارا من الممكن تصوير ها فوتو غرافيا. توضع غرف الفقاعة فى مجالات مغناطيسية قوية مما يتسبب فى انحناء هذه الآثار ممكنا التجريبيين من تحليل التصادمات بدلالة الطاقة وكمية حركة وكتل الجسيمات. بهذه الطريقة تم دراسة الكثير جدا من التصادمات النووية الجزئية فى الظروف المعملية. نشأ عن هذه الدراسة ظهور العديد من الانظامات⁽¹⁾ فى صورة قوانين حفظ متعددة.

أول هذه الانتظامات كان واضحا تماما. فى الواقع نهتم هذا بالتفاعلات النووية فقط، ولذلك كتقريب جيد نستطيع إهمال القوى الكهربية والمغناطيسية. إلا أن الجسيمات فى حالاتها الابتدائية والنهائية يكون لكل منها شحنة كهربية مساوية لعدد صحيح (عادة هذا العدد يساوى 1 = أو صفر إذا قيست الشحنة بوحدة شحنة الإلكترون). فى أى تفاعل أو عملية تحلل نووى تتساوى محصلتى الشحنة قبل وبعد العملية. لذلك ففى تفاعلات البروتون-بروتون، مثلا، التى ينتج فيها البيونات ، نحصل على

 $pp \rightarrow pn\pi^+$,

ولا يتسنى لذا الحصول على

pp→ppπ⁻ بإدخال مؤثر الشحنة Q الذى يمثل عمليـة ملاحظـة محصلـة شـحنة النظـام (فهو مؤثر محفوظ) فإننا باستخدام المعادلة (١٣–٤٧) نجد (۱–۱۰) [Ĥ_s,Q]=0 حيث _عĤ هو الهاميلتونى الذى يصف التفاعلات النووية القوية للهادرونات.

(1) regularities

قانون الحفظ الذى سيأتى بعد قليل يشبه إلى حد ما هذا القانون. فهو يبين حقيقة أن البروتون من الجسيمات المستقرة ولايتحلل إلى أى تجمع من الجسيمات المتاحة الأخف منه (انظر الجدول ١١–١). أبسط طريقة لتأكيد تلك الصفات هى بأن ننسب إلى البروتون وإلى كل الجسيمات (الجسيمات التى مغزليتها مساوية لأنصاف القيم الصحيحة) الأثقل منه نوعا آخرا مختلفا من الشحنة، نطلق عليه اسم (الشحنة الباريونية ấ) التى هى الأخرى تأخذ مقادير صحيحة فقط. لذلك ففى الجدول ١١–١ نجد أن الباريونات Ξ، تأخذ مقادير صحيحة فقط. لذلك ففى الجدول ١١–١ نجد أن الباريونات Ξ، القيمة م الأيم، م القيمة القيمة الميزونات الباريونية تأ

للجسيمات الضديدية نجد أن الشحنة الباريونية مشابهة للشحنة الكهربية فهى تتساوى فى المقدار وتختلف فى الإشارة مع الشحنة الباريونية للجسيمات المناظرة. نفترض أيضا أن محصلة الشحنة الباريونية محفوظة فى أى تفاعل نووى، أى أن

 $\Delta B = 0 \qquad (0.1-7)$ Lilbit equation between the second states of the s

$$\pi^+ p \rightarrow \pi^+ K^+ \overline{K}^{e}$$

يجب أن يتحقق القارىء بنفسه من أن هذا القانون يمنع أى سلسلة من التفاعلات التى تمكن البروتونات من التحلل إلى جسيمات أخف منه. يطبق قانونا حفظ الشحنة الكهربية والشحنة الباريونية على جميع أنواع التفاعلات (قوية - كهرومغناطيسية - ضعيفة).

ظهر أيضا فى نواتج التصادمات القوية للغاية انتظامات أخرى دقيقة لم نضعها فى الاعتبار فى القانونين السابقين. يتسنى لذا تصنيف هذه الانتظامات الجديدة بإدخال نوع آخر من الشحنة إلى كل هادرون ونطلق عليها اسم الشحنة الفوقية، ٢٠. قيم ٢ للهادرونات المختلفة معطاة بالجدول مايها اسم الشحنة الفوقية، ٢٠. قيم ٢ للهادرونات المختلفة معطاة بالجدول مادا. مرة أخرى فإن الشحنة الفوقية لأى جسيم ضديد تساوى فى المقدار وتختلف فى الإشارة مع الجسيم المناظر. بالإضافة لذلك نفترض أن محصلة الشحنة الفوقية محفوظة فى أى تفاعل نووى (نووى إلى المدى الذى نستطيع عنده إهمال التفاعلات الكهرومغناطيسية والضعيفة)

- $\Delta Y = 0 \qquad (\forall -1 \circ)$
- لذلك يجب أن نحصل على

 $p\pi^+ \rightarrow \sum^+ K^+ \pi^0$
 $p\overline{p} \rightarrow \Lambda \overline{\Lambda}$
 $p\overline{p} \rightarrow \Lambda \overline{\Lambda}$
 $p\pi^- \rightarrow \Xi^- K^+ K^0$
 - ولكن على سبيل المثال من غير المتاح الحصول على K⁻p→π⁻p

ولهذا ينسب إلى كل جسيم نووى جزئًى، بالإضافة إلى كتلته ومغزليته، ثلاثة أنواع من الشحنة (الشحنة الكهربية – الشحنة الباريونية – الشحنة الفوقية). وقد وجد أن محصلة الشحنة الكلية لكل من هذه الشحنات محفوظة فى أى تفاعل نووى. جدول ١٥–١ الشحنات النووية-الجزئية. يعطى الجدول الشحنة الكهربية Q والشحنة الباريونية B والشحنة الفوقية Y للجسيمات النووية-الجزئية المعروفة. مركبة المغزلية النظائرية تساوى $\frac{Y}{2}-Q=x$

	В	Q	Y	
				$I_3 = Q - Y/2$
Ξ-	1	-1	-1	-1/2 J
Ξ_o	1	0	-1	$-\frac{1}{2}$ + $\frac{1}{2}$
Σ^+	1	+1	0	+1]
Σ_{o}	1	0	0	0
Σ-	1	-1	0	-1
Λ	1	0	0	0
n	1	0	+1	$ \begin{array}{c} -1/2 \\ +1/2 \\ -1/2 \\ +1/2 \\ +1/2 \end{array} $
p	1	· +1	+1	+ 1/2
K-	0	-1	-1	-1/2 T
K ₀ K_ b	0	0	-1	+ 1/2
π+	0	+1	0	ך +1 ך
π^0	0	0	0	0
π-	0	-1	0	0
η	0	0	0	0
K ₀	0	0	+1	-1/2
K⁺	0	+1	+1	$-\frac{1}{2}$ + $\frac{1}{2}$

يمكن ربط قوانين الحفظ هذه بعدم التغير بالنسبة للانتقالات الوحدية بالطريقة الآتية (انظر البند ١٣–٥): تبدو دوال الحالة التى تصف الحالات الابتدائية والنهائية لعمليات التصادم المذكورة منذ قليل فى صورة أكثر صعوبة من نظيرها الوارد فى الأبواب

السابقة. فبالإضافة إلى إعطاء معلومات عن التشكيلات الفراغية والمغزليـة للجسيمات فيجب أن تصف الدوال الجديدة هنا طبيعة الجسيمات؛ أي هل الجسيمات بروتونات (p | أم نيوترونات (n |، ...، و هكذا. بالمثل يجب أن نعبر عن هاميلتوني التفاعل بدلالة المؤشرات التي تُفْنِي وتُوَلِّد هذه الجسيمات، حيث أنه بمرور الزمن يمكن أن تتغير طبيعة الجسيمات بالحالة - يعد هذا تعميما للمعادلتين (١٢-٧١)، (١٢-٧٢) التبي تعطي طاقة المهتز التوافقي بدلالة مؤثري الإفناء والتوليد لموحدات الطاقـة. سنهتم هنـا فقط بالمعاملات الأخيرة في متجهات الحالة التى يجب أن تكون متجهات مناسبة للمؤثرات Q, B, Ŷ. إذا كانت (i) هي الحالة الابتدائية في تصادم معين فإننا نجد $\hat{Q}|i\rangle = Q_i|i\rangle$ (11 - 10)حيث Qi هي محصلة الشحنة الكلية للحالة الابتدائية. الانتقال الوحدى المناظر هو $\hat{U}_{Q} = \exp[\iota \hat{Q} \varepsilon]$ (11-10) حيث ٤ بار امتر حقيقي. إذا كان Ĥ هو هاميلتوني التفاعل القوى فإننا نعبر عن حفظ الشحنة بعدم تغير H، بالنسبة إلى الانتقال (١٥-١٢) (انظر المعادلة (١٣-٢٨)): $\langle f | H_s | i \rangle = \langle f | U_Q^+ H_s U_Q | i \rangle$ (17 - 10) $= \langle f | H_s | i \rangle \exp \left[\iota \left(Q_i - Q_f \right) \varepsilon \right]$ وهذا يؤدى إلى $\theta = \langle i | H | f \rangle$ (12-10)

مالم يكن

(١٥–١٥) Q_f=Q_i هذا يعنى أن الهاميلتونى يزاوج الحالة النهائية (f | مع الحالة الابتدائية (i | عندما يكون لهما نفس الشحنة الكلية فقط

لاحظ أنه إذا احتوت الحالة على العديد من الجسيمات المشحونة فإن عمل مؤثر الشحنة يكمن بالضبط فى استخلاص محصلة شحنة الحالة: $\hat{U}_{\varrho}|pn\pi^{+}\rangle = \exp\left[i\hat{Q}\epsilon\right]pn\pi^{+}\rangle = \exp\left[i(Q_{p}+Q_{\pi})\epsilon\right]pn\pi^{+}$ (11–10)

حيث

$$Q_p = Q_\pi = +1$$

هى شحنتى البروتون والميزون ⁺π. وهى عبارة عن انتقالات وحدية ببار امتر واحد وتُكوِّن ماهو معروف بالمجموعة (1)U. من الممكن إدخال انتقالات وحدية مشابهة، U_Y,Û ، مصاحبة لحفظ الشحنة الباريونية والفوقية، على الترتيب. عند هذه المرحلة بالذات ندرك أن خواص عدم التغير السالفة للهاميلتونى ليست فى غاية الأهمية ولكنها تمهد لنا الطريق إلى تعميمات أخرى مثمرة للغاية

(1)SU(2) المغزلية النظائرية والمجموعة (2)

تتمتع الهادرونات بصفة ملفتة للنظر لم يرد ذكر ها في النظرية التي عرضناها حتى إلآن. هذه الصفة هي الطريقة التي يظهر بها الهادرونات

(1) isotopic spin and SU(2)

فى صورة تعددات⁽¹⁾ لشحنات مختلفة بكتل متساوية تقريبا (انظر الجدول ١-١). لذلك نلاحظ وجود اثنين من النيوكلونات وثلاثة من النوع ∑ واثنين من النوع Ξ. يبدو من المعقول افتراض أن فروق الكتل فى تعدد معين هى من نواتج تأثيرات كهرومغناطيسية، وأنه فى حدود التفاعلات القوية تماما تكون كل أعضاء التعدد لها بالضبط نفس الكتلة. بالإضافة لذلك نفترض أن (بالمعنى الذى سنحدده لاحقا) التفاعلات القوية عديمة التغير عندما تتبادل الجسيمات لمواضعها داخل تعدد كتلى⁽²⁾.

للتخصيص نفترض أن البروتون والنيوترون هما حالتى النيوكلون الممكنتان، وأنهما مشابهتين لحالتى المغزلية الممكنتان للبروتون. نُعَرِّف الدوار المغزلى النيوكلونى⁽³⁾ $N_a \,^{(3)}$ الثنائى المركبة (a=1,2) بالمعادلة (10–11) $N_a = \begin{pmatrix} p \\ n \end{pmatrix} = {N - 10}$

مثل هذه المعاملات تظهر فى متجهات الحالة لتحديد طبيعة الجسيمات. نفترض عدم تغير التفاعل القوى من تأثير الانتقالات الوحدية (التى على النظم (2 × 2)) لهذه الدوارات المغزلية. يكتب مثل هذا الانتقال فى صورته الأكثر عمومية كالآتى:

$N_a \rightarrow \sum \hat{U}_a^b N_b$

$$\hat{U}_{a}^{b} = \exp\left[\frac{\iota}{2}\left(\epsilon^{(1)}\hat{\tau} + \epsilon^{(2)}\hat{\tau}_{2} + \epsilon^{(3)}\hat{\tau}_{3}\right)\right]_{a}^{b}, \quad (1 \wedge - 10)$$

بار امتر ات حقيقية.

(1) multiplets (2) mass multiplets (3) nucleon spinor

المصفوفات الهرميتية الثلاثة تماثل عديا مصفوفات المغزلية لباولى، المعادلة (٨–٣٢)، المعادلة (٨–٣٢) $\begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} = \hat{\tau}, \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ \iota & 0 \end{pmatrix} = \hat{\tau}, \hat{\tau}, \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} = \hat{\tau}, \hat{\tau}$ (٦ هذا استبعاد الانتقالات التى على الصورة (٦ منا استبعاد الانتقالات التى على الصورة $\hat{U} = \exp[\hat{\iota} \epsilon \hat{I}], \hat{I} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} = \hat{L}$ (٢ - ١٥) $\hat{U} = \exp[\hat{\iota} \epsilon \hat{I}], \hat{I} = \hat{I}, \hat{I} = \hat{L}$ التى تعد انتقالات طورية متز امنة⁽¹⁾ (آنية) لكل من n,p، وقد عرضنا ذلك من قبل عند الحديث عن حفظ الشحنة الباريونية.) من قبل عند الحديث عن حفظ الشحنة الباريونية.) على انتقالات المجموعة (2) SU(2. بسبب التشابه مع المغزلية فإن هـذه الانتقالات يطلق عليها اسم الانتقالات المغزلية النظائرية⁽²⁾. من بين الثلاث مصفوفات $\hat{\tau}$ ، نجد ان المصفوفة

$$\frac{1}{2}\hat{\tau}_3 = \hat{I}_3 \qquad (\Upsilon 1 - 10)$$

قطرية.

بمقارنة المعادلة (١٥–١٨) مع المعادلة (١٣–٥٧) فى حالة الانتقالات التى فيها (٤٠) فقط لاتساوى الصفر فإننا ندرك أن \hat{i}_{1} تلعب نفس دور \hat{f} وأنها كمية محفوظة من الممكن ملاحظتها مثل $\hat{F}, \hat{Q}, \hat{Y}$. بالتعويض المباشر عن المصفوفات ومتجهات الحالة نحصل على exp $\left[\epsilon \epsilon^{(3)} \hat{I}_{3} \right] q = \exp \left[\epsilon \epsilon^{(3)} \left(\epsilon^{(3)} \right) q \right]$

(1) simultaneous phase transformation (2) isotopic spin transformation

$$\exp\left[\iota \varepsilon^{(3)} \hat{I}_{3}\right] n \rangle = \exp\left[\iota \varepsilon^{(3)} \left(-\frac{1}{2}\right)\right] |n\rangle \qquad (\Upsilon \gamma - 10)$$

وذلك لكى تكون الشحنة 1₃ لكل من n,p مساوية 1/2+ , 1/2-، على الترتيب.

يتسنى لنا الآن تأسيس تعددات أخرى للجسيمات التى تنتقل خاضعة للانتقالات المغز لبة النظائرية.

الذي يرتبط مباشرة بــالمغزل الـدوار النيوكلونــى هـو المغـزل الـدوار النيوكلونى الضديد⁽¹⁾

- $\overline{N}^{a} = (\overline{p}, \overline{n}) \qquad (\Upsilon \xi \Upsilon \circ)$
 - الذى ينتقل طبقا للعلاقة

$$\overline{N}^{a} \to \sum_{b} \overline{N}^{b} \hat{U}^{+}{}^{a}_{b} \qquad (\Upsilon \circ - \Upsilon \circ)$$

حتى تصبح قيم I_{a} I لكل من $\overline{n}, \overline{p}$ مساوية 1/2 , 1/2 + ، على الترتيب. يمكن الحصول على تعددات أخرى بتر اكب النيوكلونات و النيوكلونات الضديدية. لهذا فإننا نحصل على (التر اكب القياسي⁽²⁾) الضديدية. لهذا فإننا نحصل على (التر اكب القياسي) $\eta = \sum_{a} \frac{1}{\sqrt{2}} N_{a} \overline{N}^{a} = \frac{p\overline{p} + n\overline{n}}{\sqrt{2}}$ الذى فيه الذى فيه الحصول على من الممكن أيضا الحصول على

(1) anti-nucleon spinor (2) scalar combination

$$\pi_{a}^{b} = \left[N_{a} \overline{N}^{b} - \frac{1}{2} \delta_{a}^{b} \left(\sum_{c} N_{c} \overline{N}^{c} \right) \right]$$

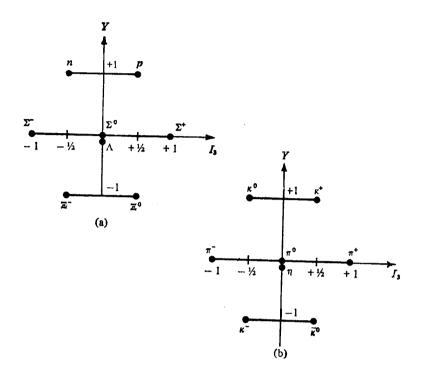
$$= \left(\frac{p\overline{p} - n\overline{n}}{2} \quad p\overline{n} \\ n\overline{p} \quad - \frac{p\overline{p} - n\overline{n}}{2} \right) \qquad (\forall \forall -1 \circ)$$

$$= \left(\frac{\pi^{0}}{\sqrt{2}} \quad \pi^{+} \\ \pi^{-} \quad - \frac{\pi^{0}}{\sqrt{2}} \right)$$

نعين قيم كل من (I₃,Y,B,Q)للتر اكبات المختلفة من النيوكلونات والنيوكلونات الضديدية بجمع القيم المناسبة للجسيمات المشاركة. يمكن لنا حينئذ تمييز التراكبات الثلاثة المختلفة التي تظهر في الحالات المختلفة الثلاثة للميزون-π (-π⁺,π⁰,π⁻) بواسطة قيم I₃ التي تساوى على الترتيب 1+ 1-, 0. وهذا هو جوهر التعبير الأخير بالمعادلة (١٥-٢٧). يمكن التفكير في هذه التعددات، بطريقة فيزيائية تامة، على أنها حالات مقيدة تم تكوينها من النيوكلونات والنيوكلونات الضديدية، وأنها تتفاعل مع بعضها من خلال قوى عديمة التغير بالنسبة للانتقالات المغزلية النظائرية.

أشكال التعددات الثلاثة هذه وهي التعدد القياسي⁽¹⁾ (المسمى الشكال التعدد المنزلي الدوار (المسمى بالثنائي⁽²⁾) والتعدد الاتجاهى بالأحادى⁽²⁾) والتعدد المغزلي الدوار (المسمى بالثائي⁽²⁾) والتعدد الاتجاهى (المسمى بالثلاثي⁽³⁾) كافية لبيان الجسيمات النووية الجزئية الواردة بالمسمى بالجدول ١١ - ١. وضعت هذه التعددات بيانيا مع قيم Y لها فى شكل ١٥ - ١

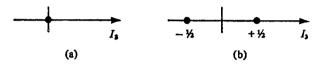
(1) scalar (2) singlet (3) doublet (3) triplet



SU(2) شكل 0 - 1 شكل يوضح التعددات-الجزئية لجسيمات المجموعة SU(2)(المتصلة بالخطوط الداكنة) مع قيم I_3, Y لها. كل جسيمات شكل (أ) لها B=0ومغزلية مساوية $\hbar/2$ ، بينما فى شكل (ب) B = 0 والمغزلية تساوى صفر . SU(3) مع قد من هذه التعددات الجزئية يشتمل على تعدد ثمانى من المجموعة SU(3). ومغزلية مساوية \hbar . تم وجد سنة 1971 تعدد مشابه، الجسيمات التى لها B=0 ومغزلية مساوية \hbar . تم هذا بإجراء الاستبدال $\pi \to q(765 \text{ MeV/c}^2)$ ؛ $\eta \to q(765 \text{ MeV/c}^2)$.

بعرض تلك الجسيمات بهذه الطريقة يتبيـن لنـا أنهـا تكـون نمـاذج منتظمـة، وهذا ماسنقوم بدر استه في البند القادم.

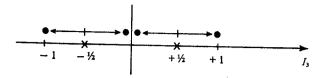
قبل البدء فى دراسة هذه الظاهرة (نعتبر تركيبا هندسيا تبادليا⁽¹⁾ لتعددات (2)SU (النظائرية). نعين التعدد بيانيا بواسطة قيم I₃ لمركباته. من أبسط التعددات هو القياسى الأحادى المركبة، 0=I₃، شكل ١٥–٢أ. التعدد الذى يلى هذا مباشرة هو المغزل الدوار، 1/2±=I₃، شكل ١٥–٢ب.



شكل ١٥-٢ التمثيل البيانى لتعددات (SU(2 لكل من (أ) القياسى الأحادى (ب) المغزل الدوار الثنائى الأساسى.

نظرا لأن I_3 تتمتع بخاصية الجمع⁽²⁾ فعند تراكب اثنين من المغزليات الدوارة يمكن إما إضافة أو طرح 1/2 من أحد هذه المغزليات الدوارة ثم جمعها جبريا على كل مركبات المغزل الدوار الآخر للحصول على قيمة I_3 للتراكب المعنى. قمنا بعمل ذلك فى شكل ١٥–٣ الذى فيه أدخل التمثيل البيانى للمغزل الدوار الأساسى على نقطتى شكل ١٥–٢ب. بإزالة أحد النقطتين الناشئتين عند نقطة الأصل، وذلك لأنها تعيد إنتاج شكل ١٥–٢ (قياسى المعادلة (١٥–٢٢))، يتبقى لنا الثلاثى المؤسس جبريا فى المعادلة قياسى المعادلة (١٥–٢٢))، يتبقى لنا الثلاثى المؤسس جبريا فى المعادلة

⁽¹⁾ alternative geometrical construction (2) additive



شكل ١٥–٣ التركيب الهندسى للتعددات التى نحصل عليها من تراكب اثنين من ثنائيات المجموعة (SU(2. أدخل الرسم المبين لأحد ثنائيات شكل ١٥–٢ب على كل عضو من أعضاء الثنائى الآخر (المشار اليه بالعلامة ×) وذلك للحصول على أحادى (I₃=0) وثلاثى (I ± ,0 =I).

إذا تم بنفس الطريقة تراكب ثنائى آخر مع الثلاثى فمن السهل بيان أن هذا يعيد إنتاج الثنائى الأصلى بالإضافة إلى تعدد جديد مكون من أربع حالات I₃ لها تساوى 1/2±, 2/2±. نستطيع الإسهاب أكثر فى تتبع هذا السلوك، وقد تم بالفعل تعميم ذلك فى البند التالى لتكوين تعددات مناظرة لخواص عدم تغير أكثر تعقيدا.

$$SU(3)$$
 التمانى والمجموعة (SU(3) التى لها نفس المغزلية والشحنة
عند رسم تعددات المجموعة (SU(2) التى لها نفس المغزلية والشحنة
الباريونية، كما فى شكل ١٥–١، نجد أنها تتشىء نماذج سداسية منتظمة
مكونة من ثمانية جسيمات. مانريده الآن هو إيجاد تفسير لذلك.
من أول الاشياء التى نلاحظها بالجدول ١٥–١ مايلى:
 $I_3 = Q - \frac{Y}{2}$

⁽¹⁾ the eight-fold way and SU(3)

أشرنا من قبل فى البند ١٥-٢ إلى عدم التغير بالنسبة لانتقالات المجموعة (2)SU، وذلك لتقديم الأساس للتعددات النووية الجزئية. أدى هذا إلى قانون حفظ الشحنة I₃. إذا كانت الشحنة Y محفوظة أيضا فإن المعادلة (١٥-٢٨) تعنى أن Q تكون محفوظة هى الأخرى. فى محيط التفاعلات القوية تبدو الشحنة الكهربية ككمية ثانوية.

لتفسير النماذج المنتظمة بشكل ١٥–١ كان من الطبيعى تطوير هذه الأفكار ومحاولة إشراك \hat{Y} أيضا فى التركيب العديم التغير. لعمل ذلك يتحتم علينا افتراض أن التفاعلات القوية تكون عديمة التغير (تقريبيا على الأقل) فى محيط مجموعة كبيرة من الانتقالات التى تعطى مصفوفة هرميتية قطرية ثانية⁽¹⁾ (ملاحظات مصفوفة) والتى يمكن تمييزها بالكمية \hat{Y} .

من أبسط الوسائل التى أثبتت فاعليتها هو التفكير فى الجسيمات النووية الجزئية على أنها تتركب من ثلاثى من كواركات أساسية⁽²⁾

$$q_{a} = \begin{pmatrix} p' \\ n' \\ \lambda' \end{pmatrix} , \quad (a = 1, 2, 3) \qquad (Y 9 - 10)$$

وأن التفاعلات القوية تكون عديمة التغير تقريبيا عند إجراء الانتقالات الوحدية التى على النظم (3×3) لهذا الثلاثى الكواركى، أى انتقالات المجموعة (3)SU،

 $q_a o \hat{U}_a^b q_b$ (۳۰–۱۰) (عدم التغير تقريبی فقط حيث أنه يؤدی إلی تعددات بکتل أکبر ، ويجمع

⁽¹⁾ a second diagonal Hermitian matrix (2) a triplet of basic quarks

سويا جسيمات كتلها الفيزيائية الملاحظة منفصلة تماما.) يكتب الانتقال العام على النحو $\hat{U} = \exp\left[i\sum_{j=1}^{8} \varepsilon^{(j)} \hat{F}_{j}\right]$ (1-10) حيث ⁽ⁱ⁾ بارامترات حقيقية اختيارية. المصفوفات الهرميتية معطاة بالجدول ١٥-٢. اثنين من هذه المصفوفات قطرية وتُعطِى الأعداد الكميـة المحفوظـة القابلـة للجمع. يتضح لنا من الجدول ١٥ – ٢ أن $\hat{F}_1, \hat{F}_2, \hat{F}_3$ تؤثر فقط على أول مركبتين من مركبات q_a، وتعيد إنتاج الانتقالات النظائرية لتعددات المجموعة، (SU(2. لذلك فإن المجموعة الجديدة من الانتقالات تتضمن ماذكرناه سـالفا بـالبند ١٥-٢، وعلـى وجـه الخصـوص تؤسس خـواص I₃ للكواركات المدونة بالجدول ١٥-٣. أما المصفوفة القطرية الأخرى فهي $\hat{\mathrm{F}}_{\mathrm{s}}$ هدفنا الآن هو ربط هذه المصفوفة بالكمية Ŷ. العلاقة التي نضعها بعد تزكيتها بالنتائج هي $\hat{F}_8 = \frac{\sqrt{3}}{2} Y$ (77-10) باعتبار التأثير على qa بالانتقالات التي فيها ٤⁽⁸⁾ فقط لاتساوى صفر يمكننا تعيين، كما في المعادلتين (١٥-٢٢)، (١٥-٣٣)، قيم Y لكل من γ',n',λ' المعطاة بــالجدول ١٥-٣. حينند مـن العلاقـة (١٥-٢٨) نعيـن قيـم Q المعطاة.

جدول ١٥–٢ مصفوفات تعددات (SU(3). المصفوفات المُولِدة لانتقالات المجموعة SU(3). يوجد مصفوفتان قطريتان تعطى الأعداد الكمية المحفوظة القابلة للجمع،
$$\widehat{\mathrm{SU}}(3)$$
 وتميز بالعلاقتين $\widehat{\mathrm{L}}_3 = \frac{\sqrt{3}}{2} \widehat{\mathrm{Y}}, \widehat{\mathrm{F}}_3 = \widehat{\mathrm{L}}_3$.

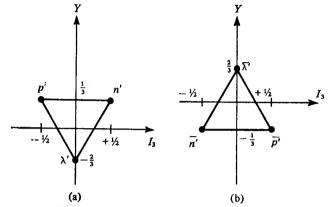
$$\hat{F}_{1} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 \\ 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \hat{F}_{2} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & -\iota & 0 \\ \iota & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \hat{F}_{3} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$
$$\hat{F}_{4} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \hat{F}_{5} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 & -\iota \\ 0 & 0 & 0 \\ \iota & 0 & 0 \end{pmatrix}, \hat{F}_{6} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \\ 0 & 1 & 0 \end{pmatrix}$$
$$\hat{F}_{7} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -\iota \\ 0 & \iota & 0 \end{pmatrix}, \hat{F}_{8} = \frac{1}{2\sqrt{3}} \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & -2 \end{pmatrix}$$

	I ₃	Y	Q	В	
p'	$+\frac{1}{2}$	$\frac{1}{3}$	$\frac{2}{3}$	$\frac{1}{3}$	
n'	1	1	1	1	
n	$-\overline{2}$	3	3	3	
λ'	0	$-\frac{2}{3}$	$-\frac{1}{3}$	$\frac{1}{3}$	

أخيرا يجب أن نعتبر B مساوية 1/3 نظرا لأننا نريد تكوين جسيمات بشحنة فوقية مساوية لعدد صحيح وشحنة باريونية مساوية للواحد الصحيح. الكوارك الضديد⁽¹⁾ $\overline{q}^{a} = \left(\overline{p}^{\prime}, \overline{n}^{\prime}, \overline{\lambda}^{\prime}\right)$ (٣٤-١٥)

٤.

كل أعداده الكمية تتساوى فى المقدار وتختلف فـى الإشـارة مـع q_a. هـذان الثلاثيان الأساسيان (الكوارك والكوارك الضديد) ممثلان بيانيا بشـكل ١٥–

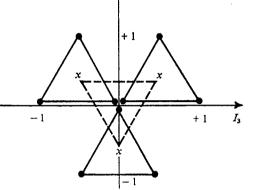


شكل 10–٤ التمثيل البيانى لثلاثيات (3)SU الأساسية (أ) الكوارك ، 3. (ب) الكوارك الضديد ، $\overline{3}$. عند اختيار مقياس رسم مناسب لجعل $F_8 = \frac{\sqrt{3}}{2}Y, F_3 = I_3$ فإن هذه الكواركات تمثل بمثلثات متساوية الأضلاع.

نستطيع الآن تطبيق التعميم الواضح للوسيلة البيانية المعطاة بالبند السابق، وذلك لتكوين تعددات أخرى للجسيمات التى تنتقل فيما بينها خاضعة لانتقالات (3)SU. وحيث أن 3 ، Y شحنات قابلة للجمع مثل الأعداد الكمية تماما فإننا نُكَوِّن الجسيمات الحاصلين عليها من تراكب مثلا. يتسنى لنا ذلك بإدخال المثلث الممثل للكوارك الضديد \bar{q} ، q_a (شكل 10–٤ب) على كل نقطة من نقاط الكوارك q_a (شكل 10–٤أ). هذه

(1) anti-quark

العملية موضحة بشكل ١٥-٥. من بين الثلاث نقاط التي تتواجد عند المركز يجب إزالة إحداهما حيث أنها [تمثل القياسي الأحادي⁽¹⁾] أما النقاط المتبقية فهي تعيد النموذج السداسي ثماني الجسيمات (شكل ١٥-١ب).



شكل ١٥−٥ نموذج الأحادى والنموذج السداسى ثمانى التعدد الحاصلين عليهما بإدخال مثلثات 3 على نقاط 3، مما يؤسس بيانيا معادلة التعدد 1⊕8 = 3 ⊗ 3. هذا يبين لنا الطريقة التى بها عدم تغير (3)SU يولد التعدد العلوى للميزونات الموضح بشكل ١٥−١ب.

نظرا لأن الشحنة الباريونية B تساوى صفر $(0 = \frac{1}{3} - \frac{1}{3} = 0)$ فإن تفسير كل الأعداد الكمية للتعدد الميزونى⁽²⁾ يتم بشكل مقنع. نستطيع كتابة التراكب المؤسس من الثلاثى 3 والثلاثى الضديد $\overline{3}$ الذى يُوَلِّد الأحادى 1 والثمانى 8 كما يلى:

 $3 \otimes \overline{3} = 8 \oplus 1$ (ro-10)

بإدخال المثلثات التى بشكل ١٥–١٤ على النقاط التى بنفس الشكل يمكن أن يتبين القارىء بنفسه وبسهولة أن حاصل ضرب اثنين من الثلاثيات الكواركية يولد كوارك ضديد 3 بالإضافة إلى نموذج مثلثى آخر 6 مكون

(1) singlet scalar (2) meson multiplet

the part of the second

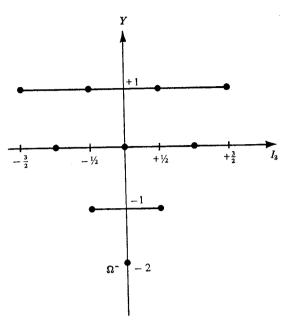
من ست نقاط. (١٥–٣٦) 3 3 € 6 ≈ 3 ≤ 3 بعد ذلك يمكن إجراء تراكب لثلاثي كواركي آخر 3 بإدخال المثلثات المناسبة على نقاط كل من 6, 3. هذا التراكب الأخير أعطى من قبل في المعادلة (١٥–٣٣).

التراكب بين كل من 3, 6 يعطى الثمانى 8 بالإضافة إلى نموذج عشارى مثلثى⁽¹⁾ جديد (انظر شكل ١٥–٦). بتجميع تلك النتائج فيما بينها فإننا نحصل عند تراكب ثلاث من الكواركات على الآتى: 10 \oplus 8 \times 2 \oplus 1 = 5 \otimes 5 \otimes 3

حيث أنه من الجدول 10–7 B=1 (3/1 + 1/3 + 1/3) لهذه الجسيمات فإن 8 لهذا التركيب يعلل النموذج ثمانى الجسيمات الذى فيه B=1والمغزلية مساوية $\hbar/1$ الموضح بشكل 10–10. لهذا فإننا نشرك \hat{Y}, \hat{I}_{3} فى خاصية عدم تغير (تقريبية) عامة فى التفاعلات القوية ونحسب بنجاح انتين من التعددات العليا⁽²⁾ (3)UU لكل الهادرونات المتواجدة بالجدول

أنثاء سنة ١٩٦١ اكتشف ثمانى آخر من الجسيمات التى مغزليتها مساوية \hbar والتى لها 0=B، وقد وجد أنها تتناسق بإتقان فى نموذج شكل ١٥-٥٠ وفى سنة ١٩٦٢ اكتشف تسع جسيمات نووية جزئية أخرى وظهر أن مغزليتها تساوى $3/2\hbar$ وأن قيمة B لها مساوية للواحد الصحيح. ملأت هذه الجسيمات الثلاثة صفوف العليا من شكل ١٥-٦، وتنقسم إلى رباعى

⁽¹⁾ triangular decuplet pattern (2) super multiplet



شكل ١٥–٦. العشارى، 10، الذى يتكون بتراكب ثلاثة من الثلاثيات الكواركية الأساسية، 3. تم اكتشاف التسع جسيمات المناظرة للثلاث خطوط العليا بحلول عام ١٩٦٢، ويصاحبها المقادير B=1 ومغزلية $3/2\hbar$. الجسيم العاشر Ω^- ، المناظر للنقطة أسفل العمود الرأسى، تم اكتشافه عام ١٩٦٤.

(1238 MeV/c²) وثلاثى (1385 MeV/c²) وثنائى (1238 MeV/c²) التى قيم Y لها تساوى على الترتيب 1+ ,0, 1- . عدم التغير بالنسبة إلى انتقالات المجموعة (3) SU اقترح علينا حينئذ وجود الجسيم العاشر المفقود اللازم لتكوين العشارى. أشير إلى هذا الجسيم بالرمز Ω . قيمة I لهذا الجسيم تساوى صفر، أما قيمة Y فتساوى 2-، وعليه فمن المعادلة (10- 14 الجسيم تساوى المعادلة (10- 14 الجسيم تساوى المعادلة (10- 15) نستنبط أن قيمة Q لابد وأن تساوى 1-. بمعلومية كتـل الأعضاء

الأخرى للعشارى نستطيع تقدير كتلة هذا الجسيم العاشر بالمقدار 1685 . MeV/c² .

أوضحت قوانين حفظ كل من I₃,Y,B أن أبسط الطرق لإنتـاج هـذا الجسـيم هو استخدام حزمة من -K في غرفة الفقاعة الهيدروجينية لحدوث التفاعل

$K^- p \to K^+ K^0 \Omega^-$

ولكن من الكتلة المقدرة لهذا الجسيم اقترح أنه مستقر في التفاعلات القوية، إلا أنه يتحلل بتغير الشحنة الفوقية من خلال التفاعل الضعيف

 $\Omega^- \to K^- \Lambda$

أو التفاعل

 $\Omega^- \rightarrow \Xi^0 \pi^-$

وهذا ماوجد بالفعل، كما كان مقترحا سنة ١٩٦٤، فى مختبر بروكهافن بالولايات المتحدة الأمريكية فى تجربة استخدم فيها أكبر معجل للبروتونات فى ذلك الوقت. بذلك يكون قد تأسس عدم التغير التقريبى فى التفاعلات القوية بالنسبة إلى انتقالات المجموعة (3)SU.

عدم التغير هذا لايعين التفاعلات القوية بطريقة وحيدة ولكنه يقيد بشدة إمكانيات التعيين. تبدو نماذج (3)SU للتعددات العليا (التى بداخلها تم تنسيق الجسيمات النووية الجزئية) قريبة الشبه بالجدول الدورى للعناصر الكيميائية. توضح لنا هذه النماذج أن عدد الهادرونات المختلفة ليس له أهمية جوهرية. يجب التفكير فى هذه الجسيمات على أنها تركيبات معقدة ويوجد عدد غير محدود منها، بالضبط كما يوجد عدد غير محدود من مستويات الطاقة الذرية أو النووية. إذا أمكن النظر إلى هذه الجسيمات على أنها عبارة عن أى شيىء بسيط (أى مثل تفكيرنا فى مستويات الطاقة بذرة الهيدروجين على أن جميعها عبارة عن حالات مقيدة لبروتون وإلكترون) فسوف يتضح لنا أنها مؤسسة من الكواركات. تعد هذه الفكرة ثورة كبيرة فى علم الفيزياء لأنها تتضمن وجود جسيمات شحنتها الكهربية مساوية لكسر عشرى (مقاسة بوحدة شحنة الإلكترون)، حيث نعتبر دائما فى الفيزياء أن شحنة الإلكترون غير قابلة للانقسام. ينظر إلى وجود ثلاثة من الكواركات الأساسية كتركيب جزئى لكل الهادرونات على أنه من الوسائل المتاحة التى تستحوذ على اهتمامنا والتى يجب اختبارها فى السنوات المقالمة. إلا أن يجب تذكر أن المخطط الوحدى⁽¹⁾ لايستازم وجود المقالمة. إلا أن يجب تذكر أن المخطط الوحدى⁽¹⁾ لايستازم وجود وأن الكواركات بالفعل. فمن الممكن لكل الهادرونات أن تفسر بعضها البعض يواسطة قوى عديمة التغير تقريبيا بالنسبة لانتقالات المجموعة (3)US، وأن الكواركات ماهى إلا وسيلة رياضية لإجراء الحسابات. ومع ذلك فأيا تواجه الفيزيائيين.

٥٥-٤ ملخص

اعتبرنا هنا التفاعلات القوية الحادثة بين الهادرونات. ظهر أنه يمكن تنظيم هذه التفاعلات بإشراك ثلاثة أنواع من الشحنات إلى كل جسيم نووى جزئى، وهى الشحنة الكهربية Q والشحنة الباريونية B والشحنة الفوقية Y. كل شحنة من هذه الشحنات تكون محفوظة فى أى تفاعل نووى ويمكن ربطها بعدم التغير بالنسبة إلى عائلة بار امتر واحد من الانتقالات الوحدية للمجموعة (1).

⁽¹⁾ unitary scheme

يمكن تفسير ظهور الهادرونات فى التعددات الكتلية بافتراض أن التفاعلات القوية تكون عديمة التغير بالنسبة إلى مجموعة الانتقالات الوحدية التى على النظم (2×2)،(2)SU. ينشأ عن ذلك شحنة عامة جديدة، I₃، محفوظة هى الأخرى وتحل محل Q فى التفاعلات القوية.

يُظهر التمثيل البيانى للهادرونات الملاحظة (بدلالة (Y,I_3) انتظامات معينة تقترح علينا وجود خواص عدم تغير أكثر عمومية. فُسرت هذه الخواص على ضوء عدم تغير تقريبى بالنسبة للانتقالات الوحدية التى على النظم (3×3)، (3)SU. هذا يتضمن حفظ كل من (Y,I_3) ، وقد تأكد ذلك باكتشاف الجسيم المقترح $-\Omega$.

هذه المفاهيم تقترح علينا أن جميع الهادرونات لابد أن تكون عبارة عن حالات مقيدة لثلاثى من الجسيمات التى مغزليتها تساوى ١١2٨، وشحنتها تساوى كسر عشرى مقاسة بوحدة شحنة الإلكترون. أُطلق على هذه الثلاثيات اسم الكواركات.

والحمد لله الذي تتم بغضله الصالحات

ملحق

الثوابت والوحدات

أ- ١ وحدات الطاقة وكمية الحركة والكتلة

من الملائم فى الفيزياء الذرية تعريف وحدة للطاقة وهى الإلكترون فولت (eV). الإلكترون فولت هى الطاقة التى يكتسبها إلكترون واحد نتيجة وضعه تحت تأثير طاقة وضع مقدارها واحد فولت $\left(\frac{1}{300} cgs\right)$.

i eV = 1.6 × 10⁻¹² erg = 1.6 × 10⁻¹⁹ joule وحدة الطاقة في الفيزياء النووية، التي لها أهميتها، هي المليون إلكترون فولت (MeV).

> $1 \text{ MeV} = 1.6 \times 10^{-6} \text{ erg} = 1.6 \times 10^{-13} \text{ joule}$ وحدات كمية الحركة الخطية المناظرة هى $1 \text{ eV/c} = 0.5 \times 10^{-22} \text{ cgs} = 0.5 \times 10^{-27} \text{ mks}$

 $1 \text{ MeV/c} = 0.5 \times 10^{-16}$ egs = 0.5×10^{-21} mks ووحدة الكتلة هي $1 \text{ MeV/c}^2 = 1.8 \times 10^{-30}$ kg = 1.8×10^{-27} g $\cong 2m_e$

أ-٢ الثوابت الفيزيائية شحنة الإلكترون $e = 1.6 \times 10^{-19}$ coulomb = 4.8×10^{-10} cgs(esu) لتجنب إدخال الوحدات الكهربية من الأنسب وضع التعريف $e_M^2 = e_M^2/(4\pi\epsilon_0) = 2.3 \times 10^{-28}$ kg m³ sec⁻² كتلة الإلكترون

 $m_e = 0.91 \times 10^{-30}$ kg = 0.91×10^{-27} gm = 0.51 MeV/c²

ثابت بلانك

$$\hbar = 1.05 \times 10^{-34}$$
 joule . sec = 1.05×10^{-27} erg . sec
[h= $2\pi\hbar$]

سرعة الضوء تساوى c =
$$2.99 \times 10^8$$
 m/sec = 2.99×10^{10} cm/sec

أ–٣ الثوابت الذرية
$$a_0 = \frac{\hbar^2}{m_e e_M^2} = 0.53 \times 10^{-10} \text{ m} = 0.53 \times 10^{-8} \text{ m}$$

ثابت التركيب الدقيق

$$\alpha = \frac{e_M^2}{\hbar c} = \frac{1}{137}$$
طاقة ربط الحالة الأرضية في ذرة لهيدروجين

$$|E_1| = \frac{1}{2} \frac{m_e e_M^4}{\hbar^2} = \frac{1}{2} \frac{e_M^2}{a_0} = 13.6 \quad eV$$
العدد الموجى المناظر لهذه الطاقة هو الريدبرج

$$R_{\infty} = \frac{|E_1|}{2\pi\hbar c} = 1.1 \times 10^7 \quad m^{-1}$$
و التردد المناظر هو

$$R_{\infty}c = \frac{|E_1|}{2\pi\hbar} = 3.29 \times 10^{15} \quad \text{cycles/sec}$$
$$= 3.29 \times 10^9 \quad \text{Mc/sec}$$

.

4

ᆌ

Â h

 $\frac{\hbar}{m_{p}c} = 0.2 \times 10^{-15}$ m = 0.2×10^{-13} cm

الزمن النيوكلونى

$$\frac{\hbar}{m_p c^2} = 7 \times 10^{-25} \text{ sec}$$

مساحة المقطع

$1 \text{ barn} = 10^{-28}$	$m^2 = 10^{-24}$	cm ²
$1 \text{ mb} = 10^{-31}$	$m^2 = 10^{-27}$	cm ²

طاقة ربط الديوترون

$$\varepsilon = 2.1$$
 MeV.

۳۳۳