

١- ما هي أنواع التحويلات؟

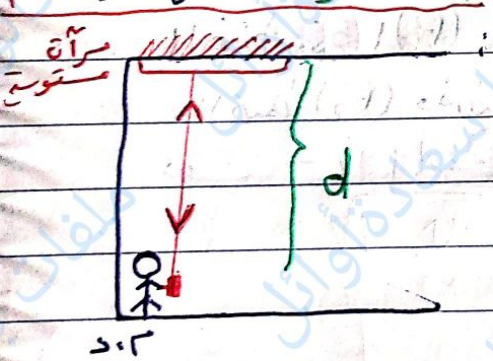
« النظرية النسبية الخاصة »

- 1) مقدمات:
 - (a) السرعة مفرجة نسبي يختلف باختلاف عملية المقارنة.
 - (b) سرعة انتشار الضوء ثابتة في الوسط الخالي من أي اقربف من سرعة المنبع الاقربفي أو سرعة المراقب.

2) فرضيتنا أينشتاين:

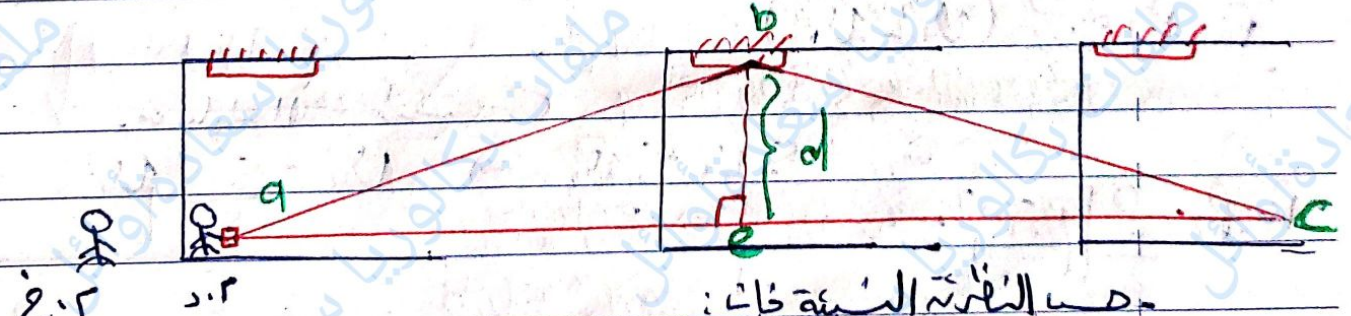
- (a) سرعة الضوء في الخلاء ثابتة $c = 3 \times 10^8$ m.s في جميع محال المقارنة.
 - (b) القوانين الفيزيائية تبقى نفسها في جميع محال المقارنة المطلية.
- 3) تمدد الزمن:

- (a) يبرقطا سرعة ثابتة v .
- (b) يبرحل مراقب داخل مقبلة هوائية محمولة على قارب متحرك مقبلة في سقف القارب.
- (c) ولطرفين أن الزمن كودة هذه المقبلة (a) المنبع الاقربفي (b) ثابت.



$$c = \frac{2d}{t_0} \Rightarrow \boxed{d = \frac{ct_0}{2}} \quad (1)$$

(d) وبالنسبة للمراقب في القارب v



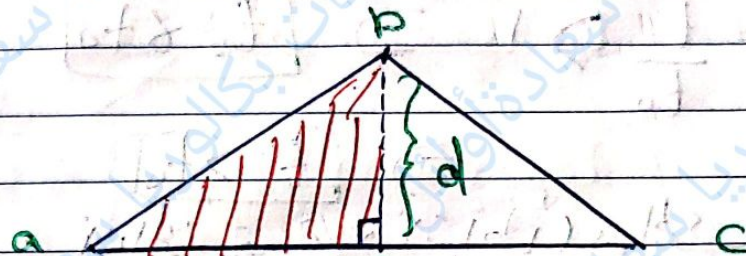
« حسب النظرية النسبية ثابت »

حركة الضوء (c) ثابتة لا يتغير بتغير المراقب. فكيف - طبع الضوء مسافة أكبر بالسرعة المقترنة؟

$$c = \frac{ab + bc}{t} \Rightarrow c = \frac{2ab}{t} \Rightarrow \boxed{ab = \frac{ct}{2}} \quad (2)$$

(e) ولكن المسبب الفيزيقي - انتقل خلال هذه الفترة الزمنية من (a) إلى (c) \Rightarrow

$$v = \frac{ae + ec}{t} \Rightarrow v = \frac{2ae}{t} \Rightarrow \boxed{ae = \frac{vt}{2}} \quad (3)$$



(f) دوسمين نظريه - يتكافئ مع المسبب القائم: (aeb)

$$(ab)^2 = (ae)^2 + d^2 \Rightarrow (ab)^2 - (ae)^2 = d^2$$

$$\left(\frac{ct}{2}\right)^2 - \left(\frac{vt}{2}\right)^2 = d^2 \Rightarrow$$

$$\frac{c^2 t^2}{4} - \frac{v^2 t^2}{4} = d^2 \Rightarrow$$

$$t^2 \left(\frac{c^2 - v^2}{4} \right) = d^2 \Rightarrow t^2 = \frac{4d^2}{c^2 - v^2} \Rightarrow$$

$$\boxed{t = \frac{2d}{\sqrt{c^2 - v^2}}} \quad (4)$$

$$\boxed{t_0 = \frac{2d}{c}} \quad (5) \quad \text{و من (4) :$$

$$\frac{t}{t_0} = \frac{\frac{2d}{\sqrt{c^2 - v^2}}}{\frac{2d}{c}} \Rightarrow \frac{t}{t_0} = \frac{c}{\sqrt{c^2 - v^2}} = \frac{c}{\sqrt{c^2 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)}}$$

$$\frac{t}{t_0} = \frac{c}{\sqrt{c^2 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

ولمزم للسبق $\left(\frac{t}{t_0}\right)$ بالرمز (k) وتسمى معاد لورنتس ويسمى بالوحدة.

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} > 1 \Rightarrow$$

$$\gamma = \frac{t}{t_0} > 1 \Rightarrow t = \gamma t_0$$

$$\Rightarrow t > t_0$$

النتيجة: أن الزمن قد تمدد (تباطأ) عند الحركية.

مهم: بفاضة التوأمين:

أضواء توأمين أحدهما يمشي بسرعة $v = \sqrt{899} \cdot c$ ويبقى في مكانه مدة سنة واحدة $t_0 = 1 \text{ year}$ في إطاره المرجعي كان 30 محلياً، فما الزمن t الذي انقضى فيه ضوء التوأم على الأرض؟

الحل: كما سبق: $t = \gamma t_0$
 م.ر (t) : «المقياس في الحصة المتحركة»
 م.ر (t_0) : «المقياس في الركبة»
 نسبة:

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{(\sqrt{899} \cdot c)^2}{c^2}}}$$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{(\sqrt{899})^2}{900}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{899}{900}}}$$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{\frac{900 - 899}{900}}} = \frac{1}{\sqrt{\frac{1}{900}}} \Rightarrow \gamma = \frac{1}{\frac{1}{30}} = 30$$

$$\Rightarrow t = 30 \times 1 = 30 \text{ years}$$

أي أن أفاه يمشي في انتظاره على الأرض مدة (30) عاماً.

٩) تفاعل الأطوال:

رؤية وضوء ككل روبرت في إطاره الخاص:

المراقبات من الأطوال:

الكتلة (ثابتة) L_0 \rightarrow L_0

متحركة (متغيرة) L \rightarrow L

$$L_0 = vt \quad (1)$$

السرعة v
 المراقب الخارجي
 الكتلة (ثابتة) L_0
 الزمن (متغير) t (غير ثابت)

دالة الكتلة الأخرى

$$L = vt_0 \quad (2)$$

السرعة v
 المراقب الداخلي
 الكتلة (متغيرة) L
 الزمن t_0

دالة الكتلة الأخرى

$$\frac{L_0 - vt}{L} = \frac{t}{t_0}$$

ولكن الزمن يتمدد النسبة المراقب الخارجي $t = \gamma t_0$

$$\frac{L_0 - \gamma t_0}{L} = \frac{t_0}{t_0} \Rightarrow \frac{L_0 - \gamma t_0}{L} = 1$$

$$L = \frac{L_0}{\gamma}$$

وبما أن $\gamma > 1$

أي أن: الكتلة المقاسة تقلصت

مثال: طول المركبة الفضائية (وفق ماضي حركتها):

- أ. L المركبة متحركة بالنسبة إلى
- ب. L_0 المركبة ساكنة بالنسبة إلى

$$L = \frac{L_0}{\gamma}$$

وبما أن $\gamma > 1 \Rightarrow L < L_0$

أي أن طول المركبة قد تقلص

تطبيق النسبية الخاصة:

كل راديو سارية أفقية طولها 15 m تدور بسرعة $v = 0.75c$ ويريد أن يعبر حجرة الفضاء بين يابريا (الاناسي والمخاض) 10 m

طول السارية المتحركة L

الراديو

المراقب الخارجي

طول السارية الساكنة $L_0 = 15$

$$\frac{L}{L_0} = \gamma$$

وعليه ما سيجز

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{(0.75c)^2}{c^2}}}$$

$$= \frac{1}{\sqrt{1 - 0.5625}} = \frac{1}{\sqrt{0.4375}} = 1.5396$$

$$\Rightarrow \frac{L}{15} = 1.5396 \Rightarrow L = 15 \times 1.5396 = 23.094 \text{ m}$$

$$L = \frac{L_0}{\gamma} = \frac{15}{1.5396} = 9.74 \text{ m} \Rightarrow L < 10 \text{ m}$$

فيكون السارح أن يعبه إيمان

5 تكافؤ (الكتلة - الطاقة)

في الميكانيك النسبي تزداد الكتلة بزيادة السرعة وتطابق بالعلاقة:

$$m = \gamma m_0$$

حيوية \downarrow ساكنة \downarrow

والزيادة في الكتلة: $\Delta m = m - m_0$

$$\Delta m = \gamma m_0 - m_0 \Rightarrow \Delta m = (\gamma - 1) m_0$$

$$\Delta m = \left[\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - 1 \right] m_0 \Rightarrow \Delta m = \left[\frac{1}{(1 - \frac{v^2}{c^2})^{1/2}} - 1 \right] m_0$$

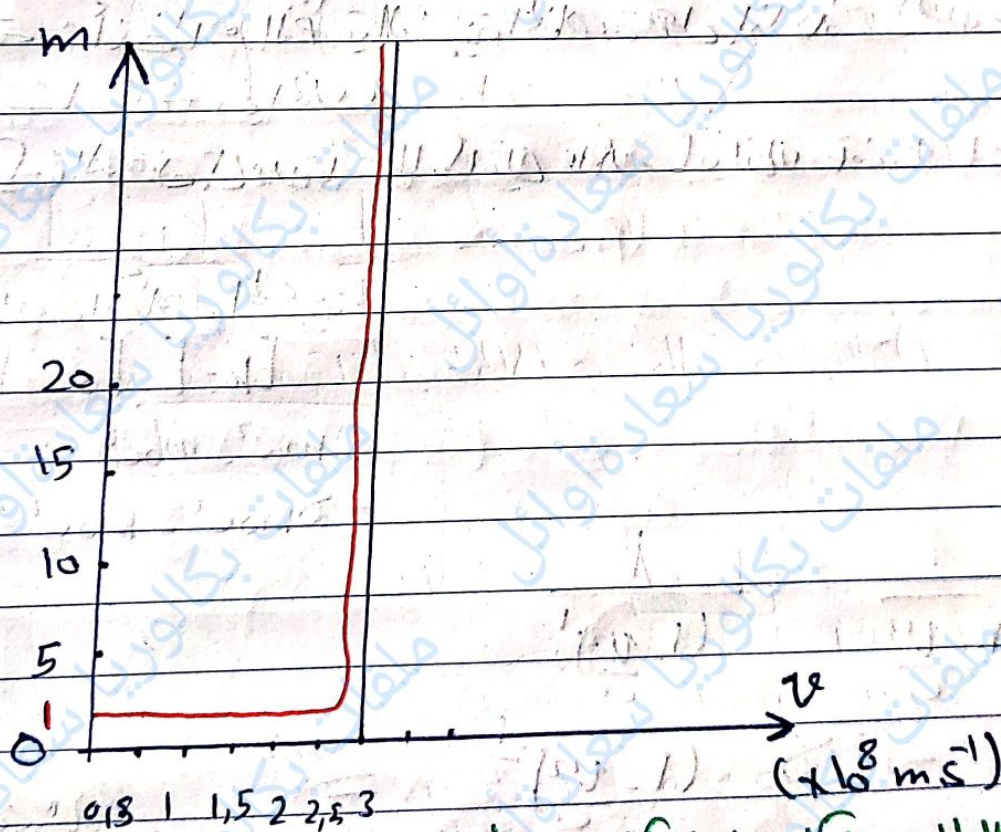
$$\Delta m = \left[\left(1 - \frac{v^2}{c^2} \right)^{-\frac{1}{2}} - 1 \right] m_0$$

حيث $v < c$ فنستخدم دستور التقريب $(1 + \epsilon)^n \approx 1 + n\epsilon$

$$\Rightarrow \Delta m = \left[1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} - 1 \right] m_0$$

$$\Rightarrow \Delta m = \frac{1}{2} m_0 \frac{v^2}{c^2} \Rightarrow \Delta m = \frac{E_k}{c^2}$$

أي أن الزيادة في كتلة الجسم Δm تساوي طاقته الحركية مقسومة على (c^2) أي أن الكتلة تعادل الطاقة.



5. الطاقة الكلية في الكون النسبي:

$$\Delta m = \frac{E_k}{c^2} \quad \text{لبنيا:}$$

$$\Rightarrow m - m_0 = \frac{E_k}{c^2}$$

$$\Rightarrow mc^2 - m_0c^2 = E_k$$

$$mc^2 = moc^2 + E_k$$

$$E = E_0 + E_k$$

الطاقة الكلية الطاقة الساكنة الطاقة الحركية

أي أنه

$$E = mc^2$$

الطاقة الكلية

$$E_0 = moc^2$$

الطاقة الساكنة

$$E_k = E - E_0$$

الطاقة الحركية

والخلاصة: أن الظاهر النظري النسبية الخاصة تحول إذا كانت السرعة أصغر بكثير من سرعة انتشار الضوء في الفراغ.

- ملاحظة: يمكن التوصل إلى معادلات الكلاسيكية انطلاقاً من علاقة أينشتاين النسبية

أولاً: علاقة الطاقة الحركية:

$$E_k = E - E_0$$

$$= mc^2 - moc^2$$

$$= \delta moc^2 - moc^2 \Rightarrow E_k = (\delta - 1) moc^2$$

ولكن:

$$\delta = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{1}{(1 - \frac{v^2}{c^2})^{\frac{1}{2}}}$$

$$\Rightarrow \delta = (1 - \frac{v^2}{c^2})^{-\frac{1}{2}} \Rightarrow \text{بحسب معادلات النسبية}$$

بحسب دستور التقريب $\delta \approx 1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2}$

$$\delta = 1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} \dots (1)$$

$$E_k = (1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2}) moc^2$$

نحوئنا:

$$E_k = \frac{1}{2} moc^2 \frac{v^2}{c^2}$$

$$E_k = \frac{1}{2} m_0 v^2$$

هي علاقة الطاقة الحركية في الميكانيكا الكلاسيكية.

مثال ١: علاقة كمية الحركة:

$$\vec{p} = m\vec{v} \Rightarrow \vec{p} = \gamma m_0 \vec{v}$$

$$\vec{p} = \left[1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} \right] m_0 \vec{v}$$

نعوض من $v \ll c$:

$$\vec{p} = \left[1 + \frac{v^2}{2c^2} \right] m_0 \vec{v}$$

وبما أن: $v \ll c$ $\Rightarrow \frac{v^2}{2c^2} \ll 1$ فنحل هذا إلى: $\vec{p} = m_0 \vec{v}$

$$\vec{p} = m_0 \vec{v}$$

هي علاقة كمية الحركة في الميكانيكا الكلاسيكية.

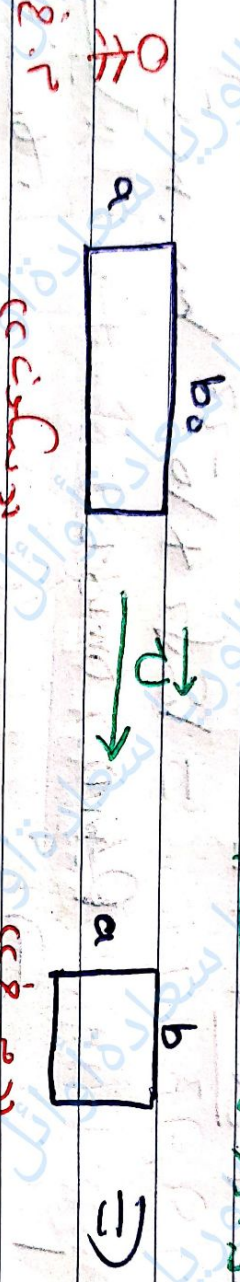
$$\frac{U_2}{U_1} = \frac{S_1}{S_2}$$

$$E = S_1 U_1 = S_2 U_2$$

في هذه الحالة استمرارية الجهد الكهربائي في الشحنة المتحركة
 في هذه الحالة يكون جهدنا في الشحنة المتحركة على الشحنة المتحركة
 العلاقة المباشرة في الحالة التي يكون فيها جهدنا في الشحنة المتحركة
 في الحالة التي يكون فيها جهدنا في الشحنة المتحركة

في الحالة التي يكون فيها جهدنا في الشحنة المتحركة

في الحالة التي يكون فيها جهدنا في الشحنة المتحركة



$$ba = ab$$

في الحالة التي يكون فيها جهدنا في الشحنة المتحركة

في الحالة التي يكون فيها جهدنا في الشحنة المتحركة

$$b = \frac{ba}{a}$$

$$\Rightarrow \gamma = \frac{b_0}{b} = \frac{2a}{a} = 2$$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{1}{\gamma} = \frac{1}{2} \quad \Rightarrow$$

$$1 - \frac{v^2}{c^2} = \frac{1}{4} \Rightarrow \frac{v^2}{c^2} = 1 - \frac{1}{4} \Rightarrow \frac{v^2}{c^2} = \frac{3}{4}$$

$$\Rightarrow v^2 = \frac{3}{4} c^2 \Rightarrow v = \frac{\sqrt{3}}{2} c$$

المسألة 2 ص 66

$$P_{\text{rel}} = \gamma m_0 v = \frac{2\sqrt{2}}{3} c$$

(أ) كلاسيكياً: $P = m_0 v$

$$P = 9 \times 10^{-31} \times \frac{2\sqrt{2}}{3} \times 3 \times 10^8 = 18\sqrt{2} \times 10^{-23} \text{ kg} \cdot \text{m} \cdot \text{s}^{-1}$$

(ب) نسبياً: $P_{\text{rel}} = \gamma m_0 v$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \Rightarrow \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{(\frac{2\sqrt{2}}{3} c)^2}{c^2}}}$$

$$\Rightarrow \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{8c^2}{9c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{\frac{9-8}{9}}} = \frac{1}{\sqrt{\frac{1}{9}}}$$

$$\Rightarrow \gamma = \frac{1}{\frac{1}{3}} \Rightarrow \boxed{\gamma = 3}$$

$$P = 3 \times 10^{-31} \times \frac{2 \times 10^8}{3}$$

نعرفه:

$$\Rightarrow P = 59 \sqrt{2} \times 10^{-23} \text{ kg} \cdot \text{m} \cdot \text{s}^{-1}$$

والنتيجة: بما أن الإلكترون يتحرك بسرعة كبيرة قريبة من سرعة الضوء فلا يمكن إهمال خواص النسبية وبالتالي فإننا نستخدم P بدلاً من $P_{classical}$.

المعادلة (2) مبرهنه

$$m_0 = 1,67 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

$$E = 3E_0$$

$$m = E_h / E_0 / E_0$$

$$E_0 = m_0 \cdot c^2 = 1,67 \times 10^{-27} \times (3 \times 10^8)^2$$

$$= 1,67 \times 10^{-27} \times 9 \times 10^{16} = 15,03 \times 10^{-11} \text{ J}$$

(1) E_0 مبرهنه

$$E = E_0 + E_h$$

(2) E_h مبرهنه

$$E_h = E - E_0 = 3E_0 - E_0 = 2E_0 \Rightarrow E_h = 2E_0$$

$$E_h = 2 \times 15,03 \times 10^{-11} = 30,06 \times 10^{-11} \text{ J}$$

(3) m مبرهنه

$$E = mc^2 \Rightarrow m = \frac{E}{c^2}$$

$$m = \frac{3E_0}{c^2} = \frac{3 \times 15,03 \times 10^{-11}}{(3 \times 10^8)^2} = \frac{45,09 \times 10^{-11}}{9 \times 10^{16}}$$

$$\Rightarrow m = 5,01 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

المعادلة (2) مبرهنه



ما حركته الخلية الأرضية
(المراقب على الأرض)

ما حركته المركبة
(المراقب على المركبة)

متغير (مترية) $L = \frac{L_0}{\gamma}$

(1) طول المركبة: $L_0 = 100 \text{ (m)}$

ثابت $a = 25 \text{ (m)}$

(2) عرض المركبة: $a = 25 \text{ (m)}$

ثابتة $L' = L_0$

(3) مسافة الرحلة: $L = 4 \text{ light year}$

المعطى: $\lambda = 0.4$

المركبة

$\lambda = 0.3$

(١) $t = t_0 \cdot \lambda$ $t = \frac{8}{\sqrt{3}}$ year $t = 4.618$ years
متغير t ثابت t ثابت

(٢) $L = \frac{L_0}{\lambda} = \frac{100}{0.3} = 333.33$ m

$$\Rightarrow v = \frac{4c}{\sqrt{3}} = \frac{\sqrt{3}}{2} c$$

(٣) طول المركبة: $L = \frac{L_0}{\lambda}$

$$\lambda = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \Rightarrow \lambda = \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{\sqrt{3}}{2} c\right)^2}}$$

$$\Rightarrow \lambda = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{3}{4}}} = \frac{1}{\sqrt{\frac{1}{4}}} = 2 \Rightarrow L = \frac{100}{2} = 50 \text{ (m)}$$

(٤) عرض المركبة: لا يتغير بل يبقى ثابتاً لأنه عمودي على اتجاه الحركة

(٥) مسافة الرحلة: $L_0 = L \cdot \lambda = 4 \times 2 = 8$ light years

(٦) زمن الرحلة: $t = t_0 \cdot \lambda = \frac{8}{\sqrt{3}} \cdot 2 = \frac{16}{\sqrt{3}}$ years

الأسئلة الثمانية

أنتهت أسئلتك بنجاح

الحجاب الصحيح هو (a) أي c لأنه سرعة الضوء تبقى ثابتة في الوسط نفسه لا تتغير
سواء انقلبت سرعة المنبع الضوئي أو سرعة المراقب

(2) الجواب الصحيح هو (A) أي: أكثر. كان الزنبرك يذب بالسرعة للمراقب الخارجي
 (3) الجواب الصحيح هو (a) لأنه السرعة ~~التي~~ لا يمكن أن تتجاوز
 سرعة الضوء في الفراغ، بل تقترب من مادون أن تصل إليها

ثانياً:
 (1) في النظرية النسبية الكتلة ليست ثابتة بل تزداد بزيادة السرعة. حسب العلاقة

$$m = \gamma m_0$$

حتى إذا وصلت السرعة إلى سرعة الضوء أم هبطت الكتلة لانزياحية وبالتالي
 استطاعة الانزياحية لتتريكو هذا فممكن
 (2) E_k : معدومة لأن الجسم توقف ساكناً
 E_p : معدومة لأن الجسم توقف عند المستوى المرجعي وبالتالي فإن ارتفاعه عنه معدوم
 E : ليست معدومة لأن ارتفاعه في الميكانيكا الكلاسيكية

$$E = E_0 + fh$$

صحيح أن $E_k = 0$ ولكن $E_0 = m_0 c^2$ والكتلة الساكنة m_0 ليست معدومة
 E ليست معدومة بل تساوي E_0