

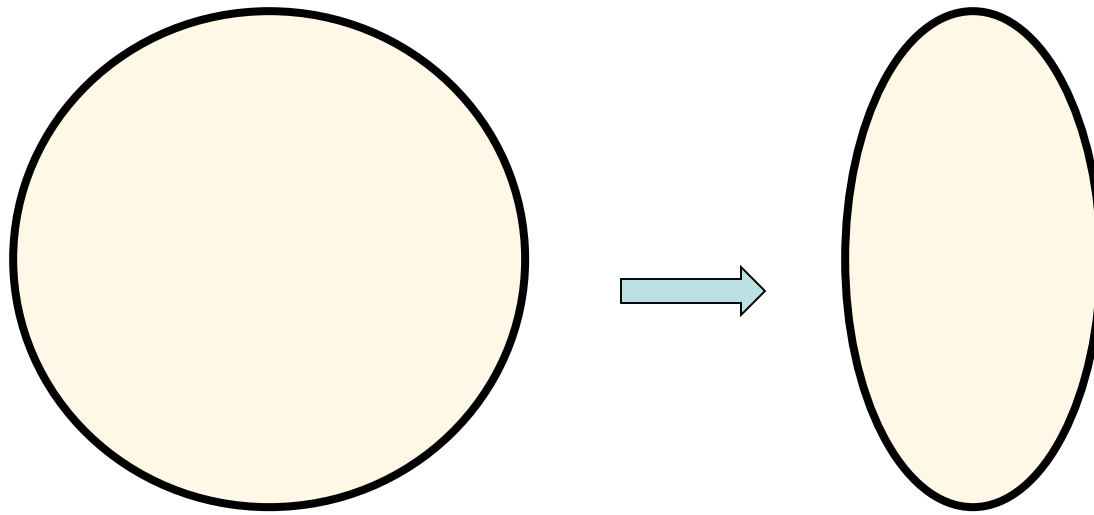


Primeiro teste (sobre a matéria até a semana passada + conjunto 5)

4ª feira dia 25 de novembro na aula TP (10h-11h)

---

1. [2 valores] Visto da lua, uma nave espacial parece ser contraída no seu comprimento por um fator de dois. Faça um desenho da lua visto da nave espacial.

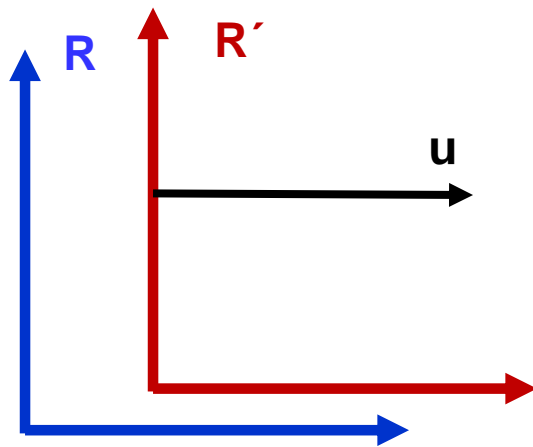


Só há contração ao longo da direção do movimento relativo

2. [6 valores] Num referencial R um evento B acontece  $2 \mu\text{s}$  ( $1 \mu\text{s} = 10^{-6} \text{ s}$ ) depois o evento A a uma distância  $\Delta x = 1.5 \text{ km}$ .

- Com qual velocidade (expresso como uma fração de  $c$ ) terá um observador se deslocar ao longo do eixo dos  $xxs$  para observar os dois eventos com sendo simultâneos?
- Será possível que eventos A e B ocorrem no mesmo sítio por algum observador que se desloca ao longo o eixos dos  $xxs$ ? Justifique a sua resposta.

Em R:  $\Delta t = 2 \times 10^{-6} \text{ s}$     $\Delta x = 1.5 \times 10^3 \text{ m}$



Transformações de Lorentz

$$c\Delta t' = \gamma(c\Delta t - \beta\Delta x)$$

$$\Delta x' = \gamma(\Delta x - \beta c\Delta t)$$

$$\Delta t' = 0 \Rightarrow \beta = \frac{c\Delta t}{x} = \frac{(3 \times 10^8 \text{ m/s}) 2 \times 10^{-6} \text{ s}}{1.5 \times 10^3 \text{ m}} = 0.4$$

Intervalo invariante:  $\Delta s^2 = (c\Delta t)^2 - (\Delta x)^2 = \underbrace{\left[ (3 \times 10^8 \text{ m/s}) 2 \times 10^{-6} \text{ s} \right]^2}_{600\text{m}} - (1.5 \times 10^3 \text{ m})^2 < 0$

Separação espacial

3. [6 valores] Uma nave espacial com comprimento próprio de 100m passa acima da Terra. Segundo um relógio estacionário na Terra o tempo de passagem é apenas  $(1/3) \times 10^{-6}$  segundos.

- (a) Qual é a velocidade da nave relativa a Terra?
- (b) Segundo um observador na Terra qual é o comprimento da nave?

Comprimento da nave no referencial da Terra:  $L = L_0 / \gamma$

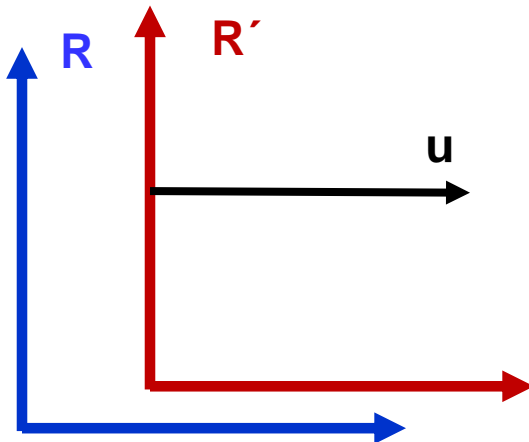
Tempo da passagem:  $\Delta t = \frac{L}{u} = \frac{L_0}{u\gamma} \Rightarrow \frac{u}{c} \gamma = \frac{L_0}{c\Delta t} = \frac{100m}{(3 \times 10^8 m/s) \frac{1}{3} \times 10^{-6} s} = 1$

$$\frac{u}{c} = \frac{1}{\gamma}$$

$$\left(\frac{u}{c}\right)^2 = 1 - \left(\frac{u}{c}\right)^2 \quad \left(\frac{u}{c}\right)^2 = \frac{1}{2} \quad u = c / \sqrt{2}$$

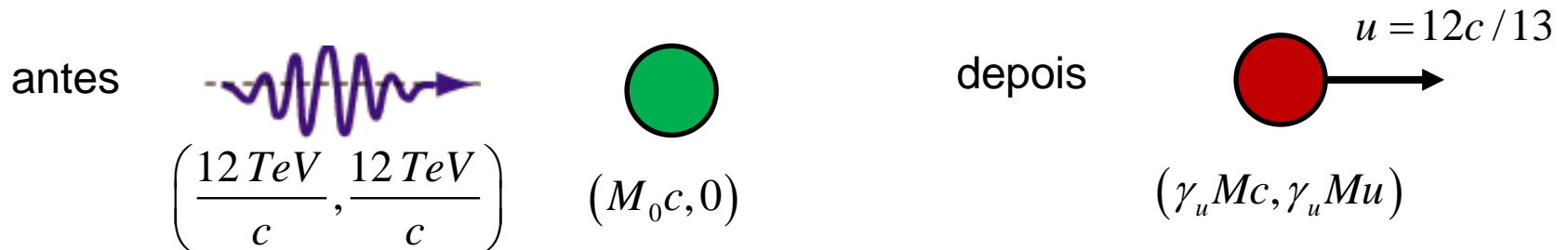
Contração do comprimento

$$L = \frac{L_0}{\gamma} = 100m \sqrt{1 - (u/c)^2} = \frac{100m}{\sqrt{2}} \approx 71m$$



4. [6 valores] Um fóton com uma energia de 12 TeV ( $1 \text{ TeV} = 10^{12} \text{ eV}$ ) incide numa partícula de massa  $M_0$  em repouso. Da colisão sai uma única partícula de massa  $M$  com uma velocidade de  $(12/13)c$ . Determine:

- (a) o momento da partícula final ( em unidades de  $\text{TeV}/c$ );
- (b) a massa final  $M$  (em unidades de  $\text{TeV}/c^2$ );
- (c) a massa inicial  $M_0$  (em unidades de  $\text{TeV}/c^2$ );.



Conservação do momento:  $E_{\text{fóton}} / c = p_{\text{final}}$   $p_{\text{final}} = 12 \text{ TeV} / c$

Fator de gama:  $\gamma_u = \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{12}{13}\right)^2}} = \frac{1}{\sqrt{\left(\frac{5}{13}\right)^2}} = \frac{13}{5}$

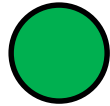
Conservação do momento:  $\frac{12 \text{ TeV}}{c} = \gamma_u M u$   $M = \frac{12 \text{ TeV}}{u \gamma_u c^2} = \frac{12 \text{ TeV}}{\frac{12}{13} \left(\frac{13}{5}\right) c^2} = 5 \frac{\text{TeV}}{c^2}$

(c) a massa inicial  $M_0$  (em unidades de  $\text{TeV}/c^2$ );

antes

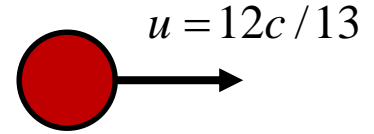


$$\left( \frac{12 \text{ TeV}}{c}, \frac{12 \text{ TeV}}{c} \right)$$



$$(M_0 c, 0)$$

depois



$$(\gamma_u M c, \gamma_u M u)$$

Conservação do tetra-vetor de energia-momento

$$\mathbf{P}_{\text{fotão}} + \mathbf{P}_{\text{inicial}} = \mathbf{P}_{\text{final}}$$

$$(\mathbf{P}_{\text{fotão}} - \mathbf{P}_{\text{final}}) \bullet (\mathbf{P}_{\text{fotão}} - \mathbf{P}_{\text{final}}) = \mathbf{P}_{\text{inicial}} \bullet \mathbf{P}_{\text{inicial}} = (M_0 c)^2$$

$$\begin{aligned} & (\mathbf{P}_{\text{fotão}} - \mathbf{P}_{\text{final}}) \bullet (\mathbf{P}_{\text{fotão}} - \mathbf{P}_{\text{final}}) \\ &= \mathbf{P}_{\text{fotão}} \bullet \mathbf{P}_{\text{fotão}} - 2\mathbf{P}_{\text{fotão}} \bullet \mathbf{P}_{\text{final}} + \mathbf{P}_{\text{final}} \bullet \mathbf{P}_{\text{final}} \\ &= 0 - 2E_{\text{fotão}}\gamma_u M + 2E_{\text{fotão}}\gamma_u M \frac{u}{c} + (Mc)^2 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} (M_0 c)^2 &= -2E_{\text{fotão}}\gamma_u M + 2E_{\text{fotão}}\gamma_u M \frac{u}{c} + (Mc)^2 \\ &= (Mc)^2 \left\{ 2 \frac{E_{\text{fotão}}\gamma_u}{Mc^2} \left( \frac{u}{c} - 1 \right) + 1 \right\} \\ &= (Mc)^2 \left\{ 2 \frac{13}{5} \left( \frac{12}{5} \right) \left( \frac{-1}{13} \right) + 1 \right\} \\ &= (5 \text{ TeV} / c)^2 \left\{ \frac{-24}{25} + 1 \right\} \end{aligned}$$

$$M_0 = 1 \text{ TeV} / c^2$$