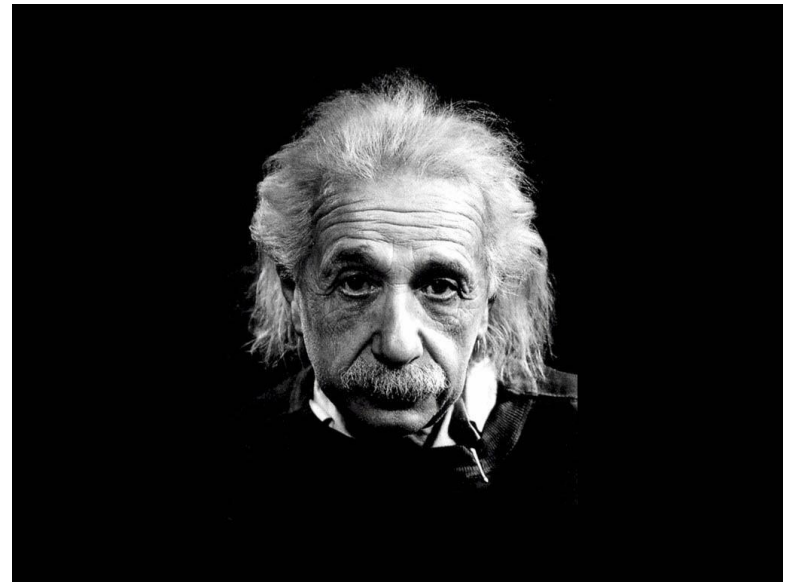


Relatividade Restrita - eventos

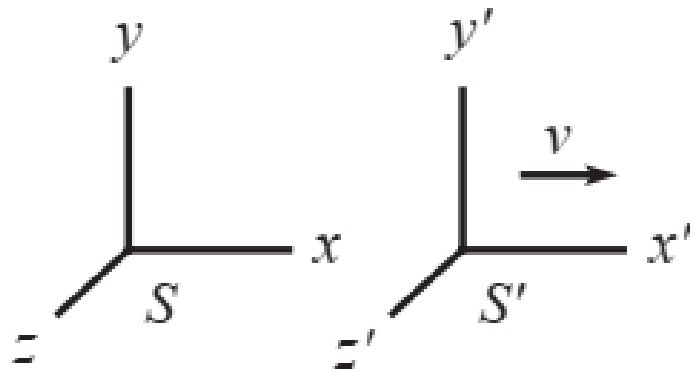
Um “evento” : conceito fundamental na relatividade

Algo que acontece:

- exemplos: bola entra na baliza, um flash da luz
- Cada evento tem uma localização no espaço e tempo (\vec{r}, t)
- Observadores diferentes podem não concordar nos valores (\vec{r}, t)
- No entanto, todos concordam que o evento aconteceu



Transformações de Galileu

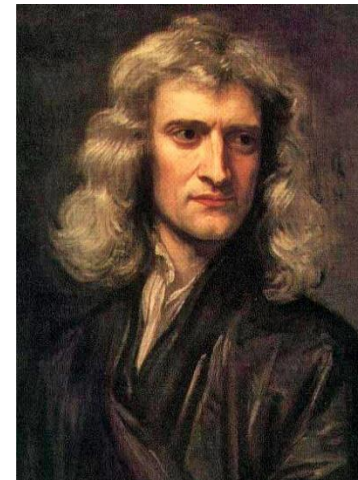


“As leis de Física são iguais em todos os sistemas inerciais ”

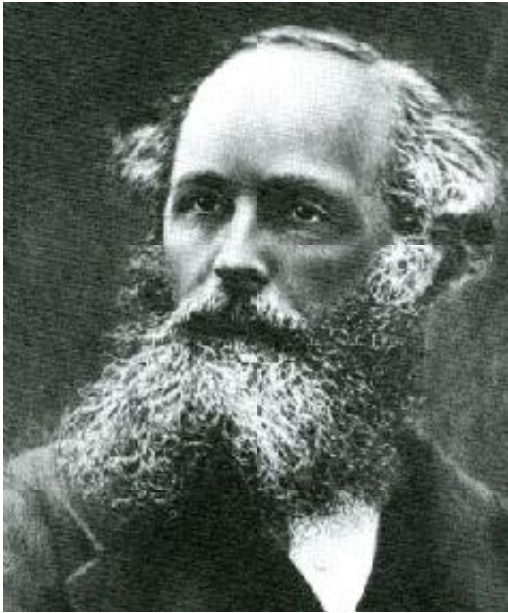
$$\Delta x = \Delta x' + v\Delta t',$$

$$\Delta t = \Delta t'.$$

“Tempo é universal”



Ondas Eletromagnéticas

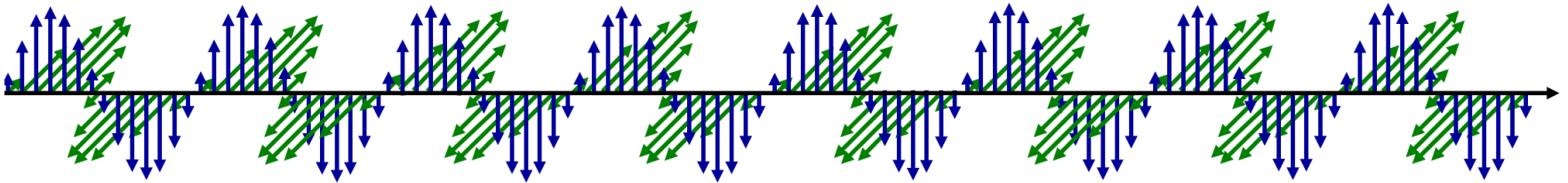


James Clerk Maxwell
(1831-1879)

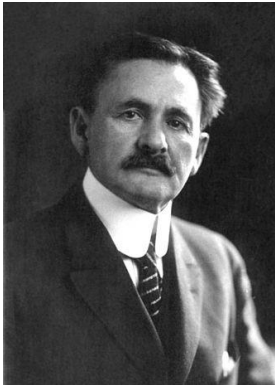
1864 : deduz 4 equações que descrevem EM

Velocidade da onda EM $c = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}}$

Relativa a qual referência?



Na altura a hipótese era que havia um “éter” que permeava o espaço.
Na referência em que o éter é estacionário a velocidade da luz era c



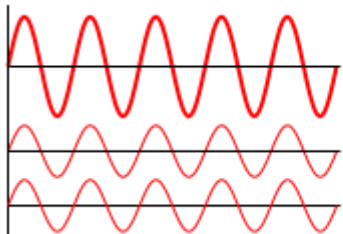
Albert Michelson



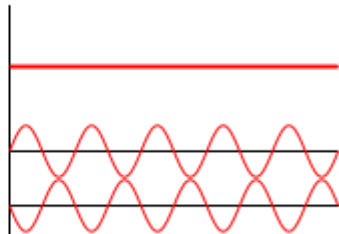
Edward Morley

Ideia chave – usar interferência para medir pequenas diferenças em distância

interferência

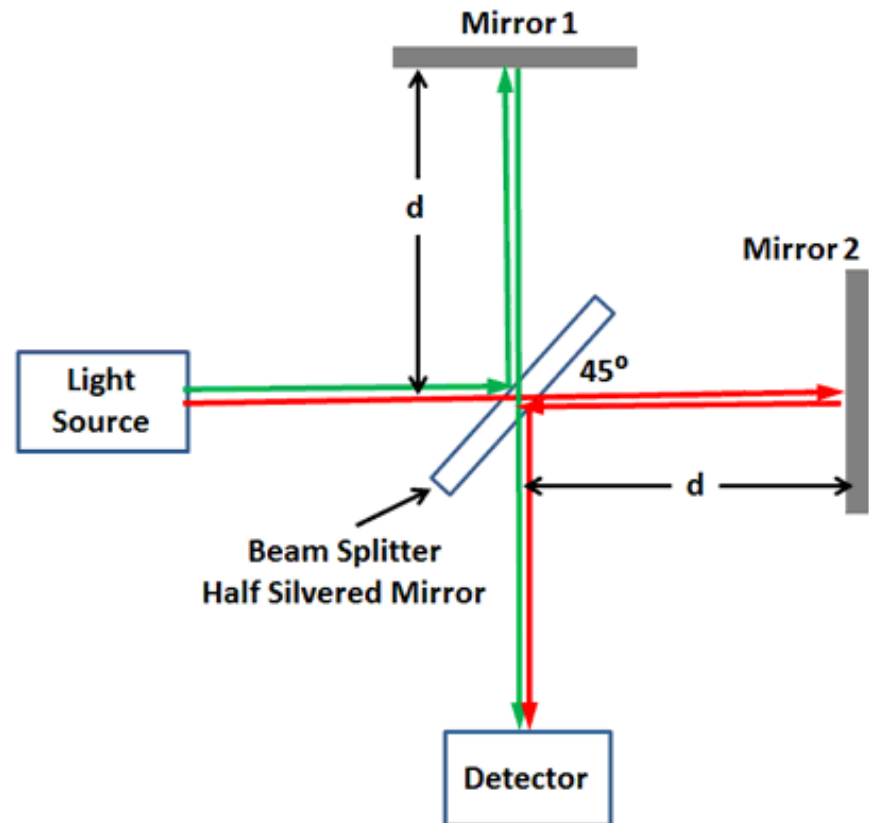


construtiva

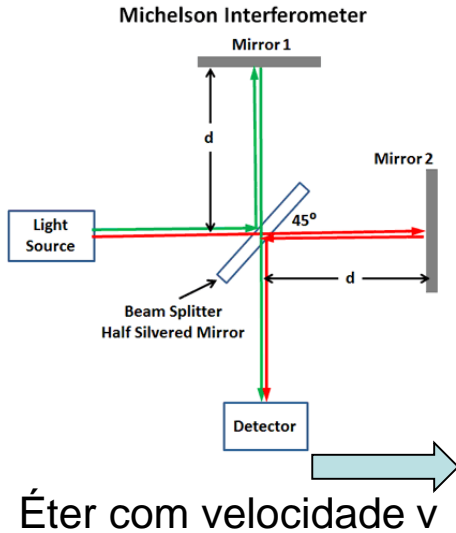


destrutiva

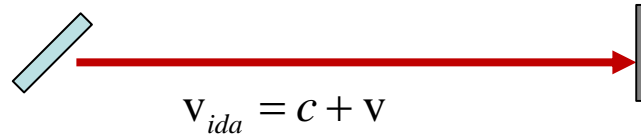
Michelson Interferometer



Imagine que o éter se desloca com velocidade v na direção horizontal relativo ao interferómetro

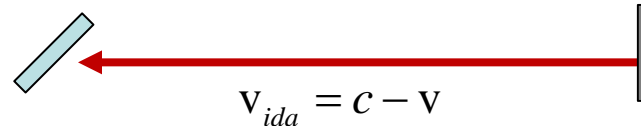


Tempo da ida no braço horizontal



$$t_{ida} = \frac{d}{c + v}$$

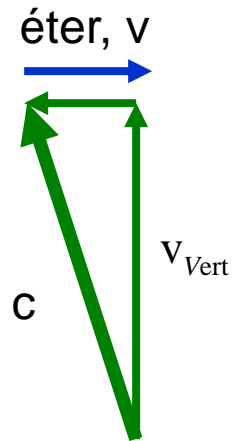
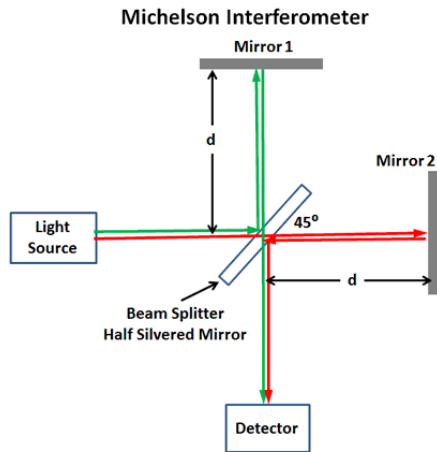
Tempo da volta



$$t_{volta} = \frac{d}{c - v}$$

$$t_{\text{Horz}} = \frac{d}{c + v} + \frac{d}{c - v} = 2d \frac{c}{c^2 - v^2} = \frac{2d}{c} \frac{1}{1 - (v/c)^2}$$

O braço vertical é ligeiramente mais complicado



No braço vertical tem haver uma pequeno componente horizontal para compensar a velocidade do éter.

A velocidade vertical efetiva é dão pela teorema de Pitágoras

$$c^2 = v^2 + v_{\text{Vert}}^2 \quad v_{\text{Vert}} = c \sqrt{1 - (v/c)^2}$$

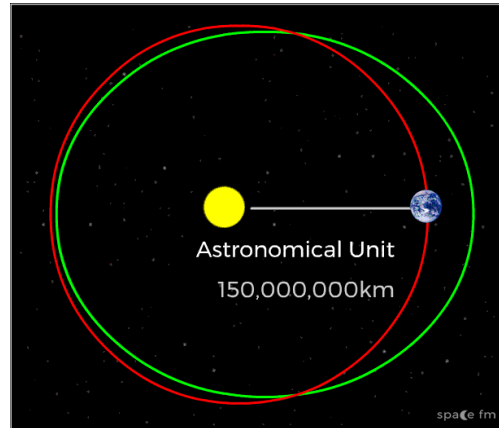
Tempo da ida e volta no braço vertical

$$t_{\text{Vert}} = \frac{2d}{v_{\text{Vert}}} = \frac{2d}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}}$$

Diferença no tempo entre os braços horizontal e vertical

$$t_{\text{Horz}} - t_{\text{Vert}} = \frac{2d}{c} \left[\frac{1}{1 - (v/c)^2} - \frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \right]$$

Velocidade da Terra á volta do Sol



$$v_{Terra} \approx \frac{2\pi(1.5 \times 10^{11} m)}{\pi \times 10^7 s} \approx 3,0 \times 10^4 m/s$$

$$c \approx 3,0 \times 10^8 m/s$$

$$t_{Horz} - t_{Vert} = \frac{2d}{c} \left[\frac{1}{1 - (v/c)^2} - \frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \right]$$

Expansão Taylor

$$(1 \pm \varepsilon)^n \approx 1 \pm n\varepsilon$$

$$\frac{1}{1 - (v/c)^2} \approx 1 + \left(\frac{v}{c}\right)^2$$

$$\frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \approx 1 + \frac{1}{2} \left(\frac{v}{c}\right)^2$$

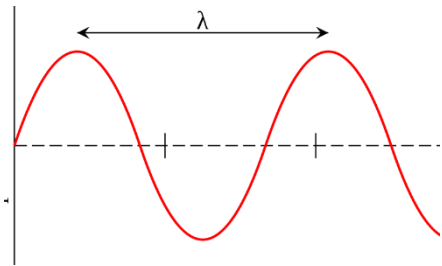
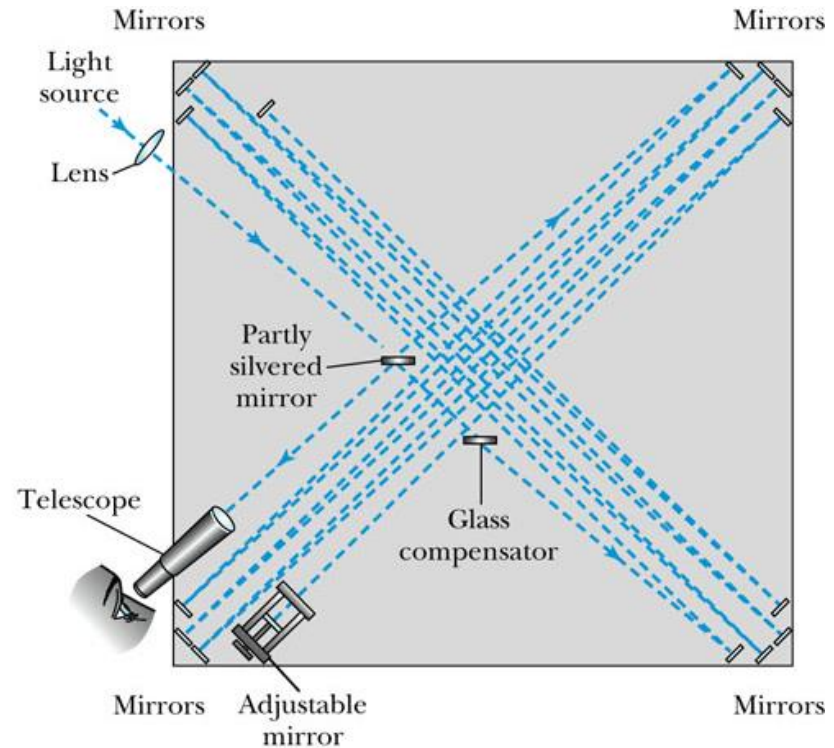
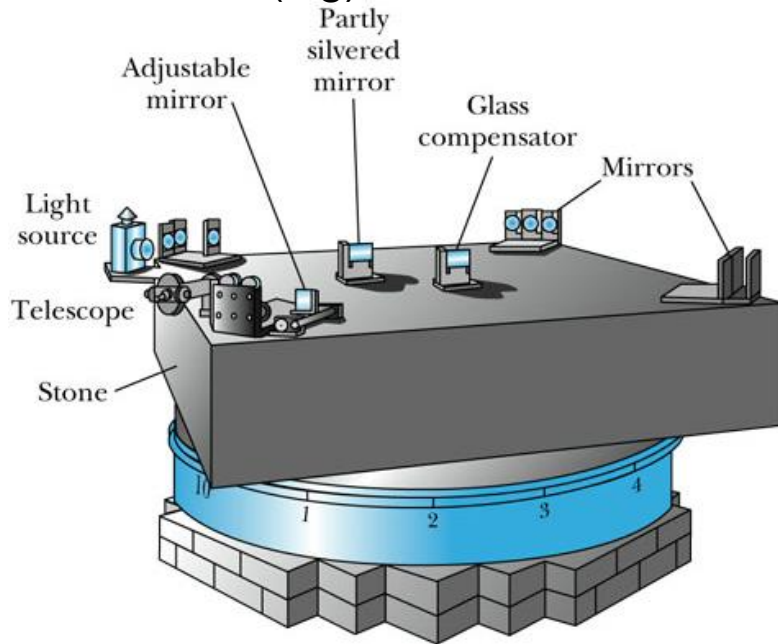
$$t_{Horz} - t_{Vert} \approx \frac{d}{c} \left(\frac{v}{c}\right)^2$$

$$\approx \frac{d}{c} \times 10^{-8}$$

Experiência de Michelson e Morely 1887

Comprimento de cada braço = 11m

$\lambda = 546.1 \text{ nm}$ (Hg)

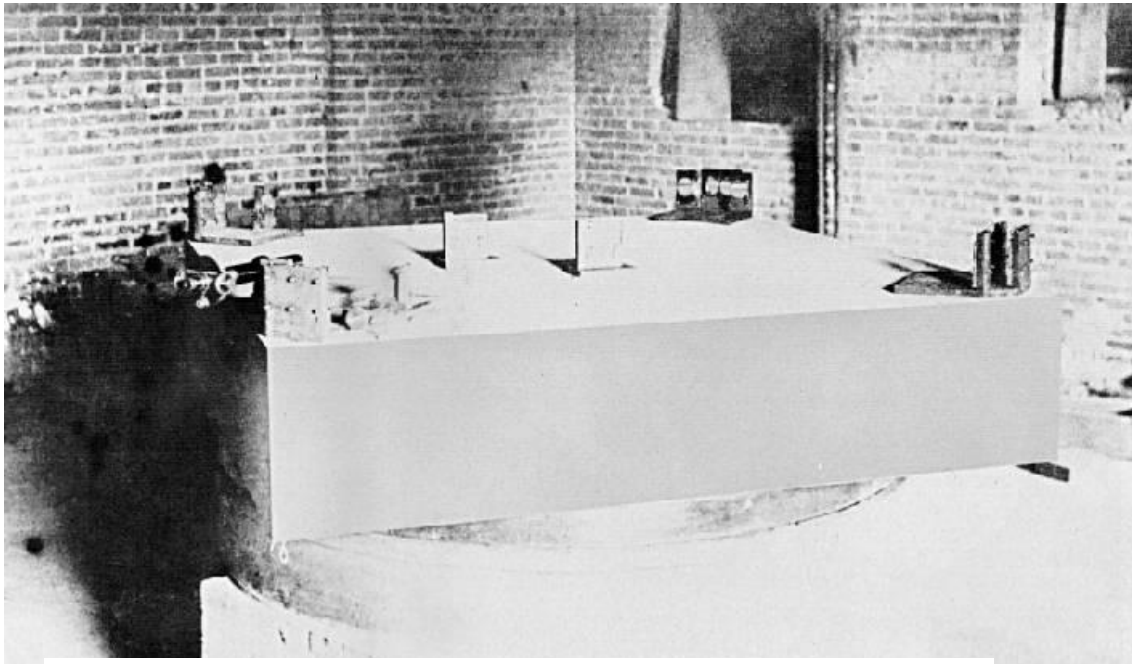


O período de oscilação da luz visível é muito pequeno

$$cT_{Luz} = \lambda \quad T_{Luz} = \frac{\lambda}{c}$$

$$\Delta t \approx \frac{d}{c} \times 10^{-8}$$

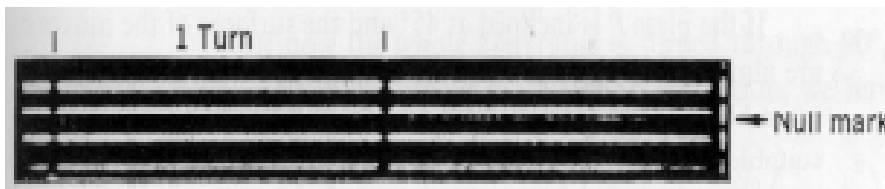
$$\frac{\Delta t}{T_{Luz}} \approx \frac{d}{\lambda} 10^{-8} \approx \frac{11m}{546.1 \times 10^{-9} m} 10^{-8} \approx 0.2$$



Ao rodar o interferometro 90° os braços trocam posições.

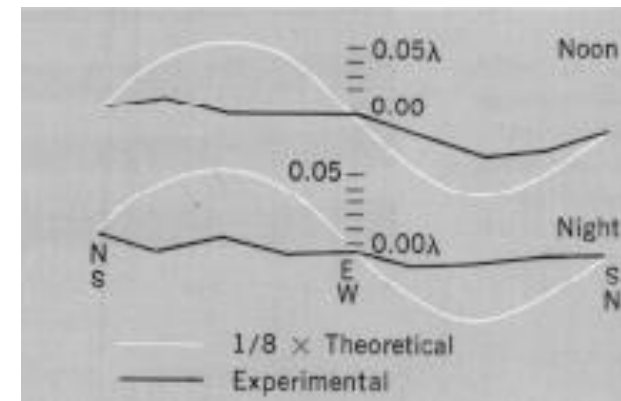
O Michelson e Morley esperava observar as franjas deslocarem 0.4 dum ciclo.

Testarem dia e noite, verão e inverno e o resultado eram sempre ≈ 0 .



Deslocamento de franjas esperado 0.4λ

Resolução das medidas 0.02λ



LIGO

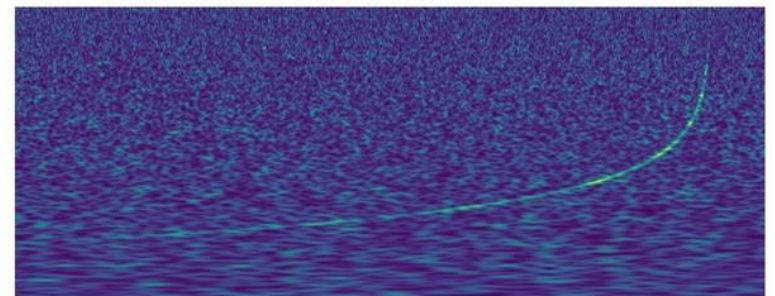
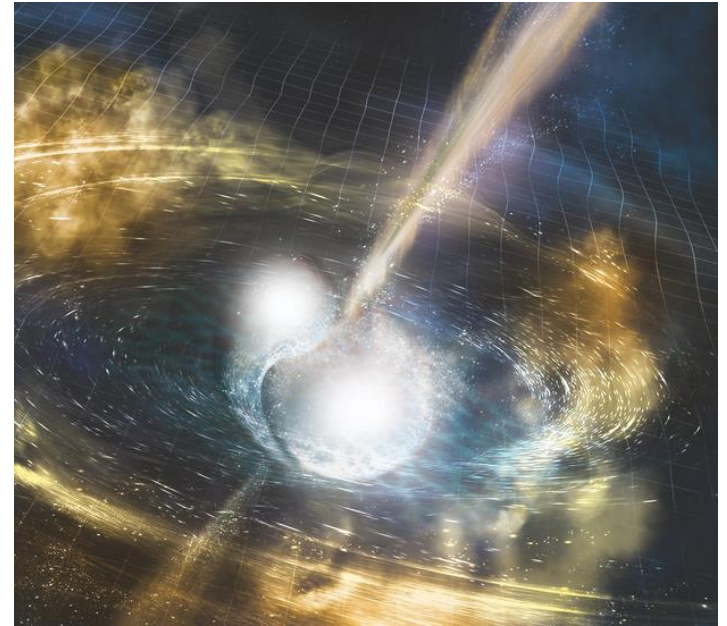


Braços ~4 km

resolução

$$\Delta d \approx 10^{-21} m$$

$\sim 10^{-6}$ tamanho
dum protão

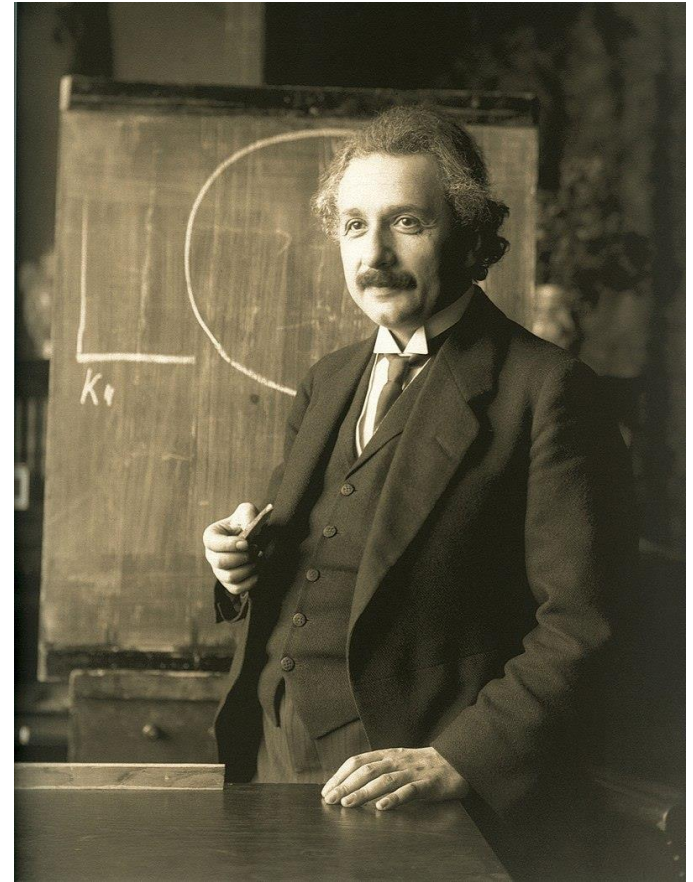


Deteção de ondas gravíticas 2015

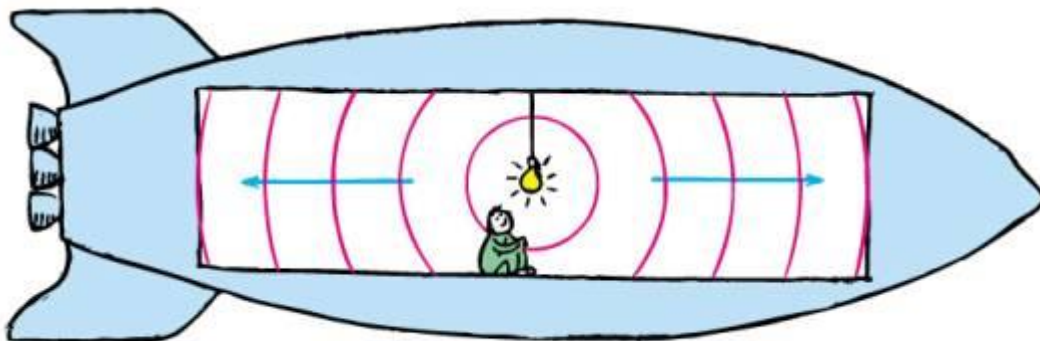
Postulados de Einstein

As leis de Física são as mesmas em todos os referências de inércia (sem aceleração).

A velocidade da luz no vácuo é constante independente da velocidade do observador ou da fonte.



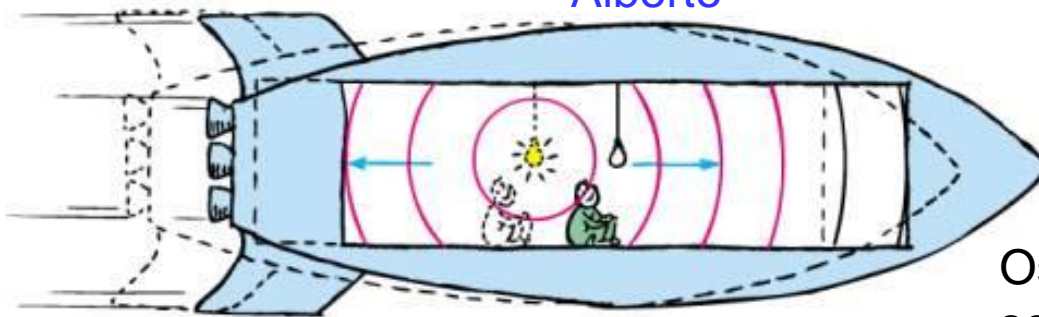
Perda da Simultaneidade



Hewitt, *Conceptual Physics*, Ninth Edition.
Copyright © 2002 Pearson Education, Inc., publishing as Addison Wesley. All rights reserved.

Dois eventos que são simultâneos para Alberto (no foguetão) não são simultâneas para Bianca na Terra.

Alberto



Bianca



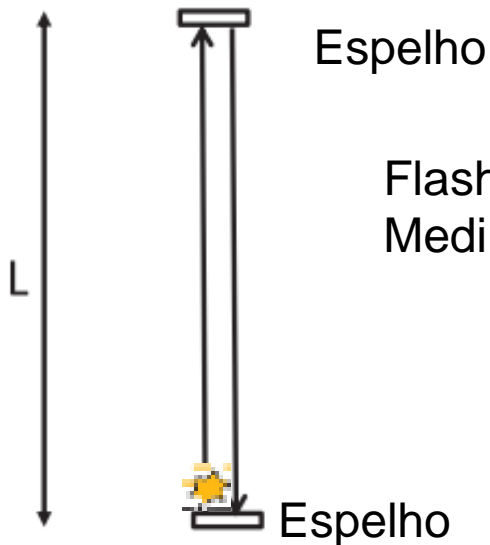
Os 2 observadores vêem que a luz se propaga com a mesma velocidade. Segundo a Bianca a parede atrás está aproximando o flash inicial, enquanto a parede de frente se afasta.

Hewitt, *Conceptual Physics*, Ninth Edition.
Copyright © 2002 Pearson Education, Inc., publishing as Addison Wesley. All rights reserved.

Dilatação do tempo

Como todos concordam na velocidade da luz,
faz sentido usar a luz para medir outras
coisas (i.e. tempo e distância)

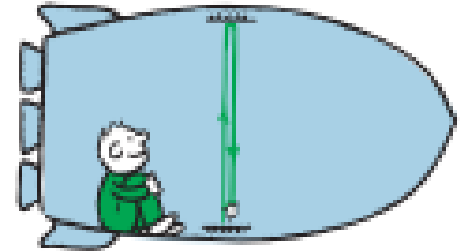
Um relógio da luz



Flash da luz

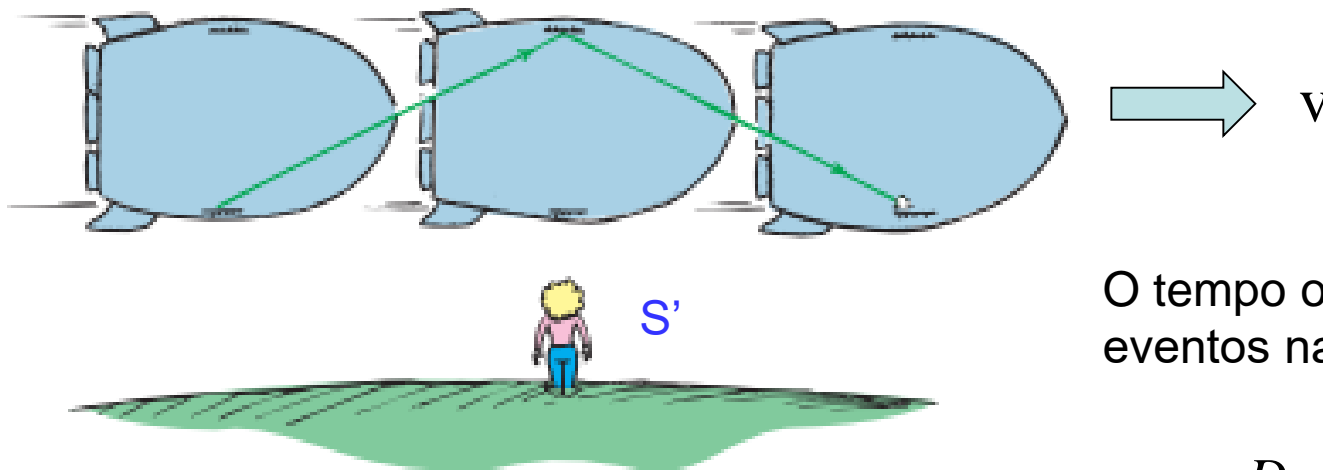
Medir o tempo que demora de ir e voltar.

$$\Delta t = \frac{2L}{c}$$



Dilatação do tempo

Se este relógio se desloca com uma velocidade v relativo um observador na referência S'

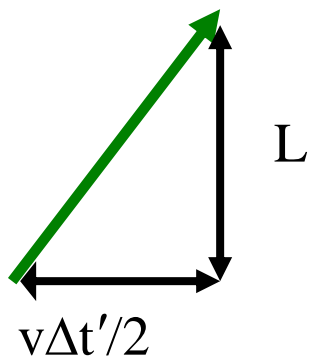


O tempo observado entre os 2 eventos na referência S' é

$$\Delta t' = \frac{D}{c} = \frac{2\sqrt{L^2 + (v\Delta t'/2)^2}}{c}$$

$$(c\Delta t')^2 = 4L^2 + (v\Delta t')^2$$

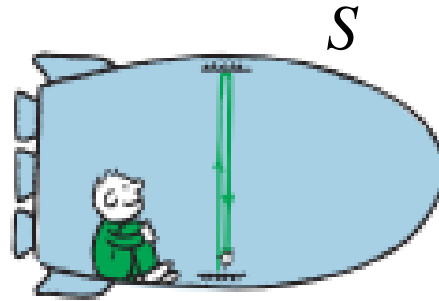
$$\Delta t' = \frac{2L}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}}$$



A distância percorrida é
 $D = 2\sqrt{L^2 + (v\Delta t'/2)^2}$

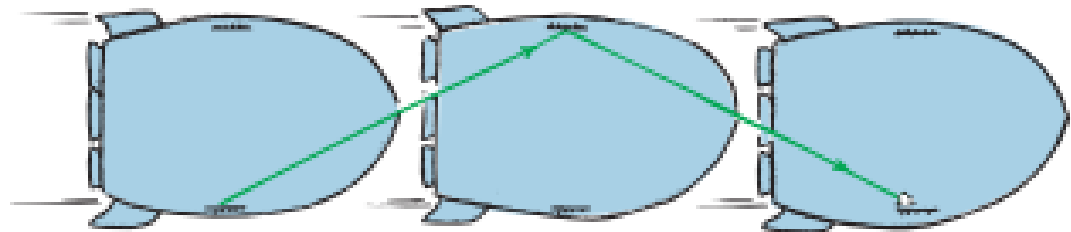
A luz se propaga com uma velocidade c

Dilatação do tempo

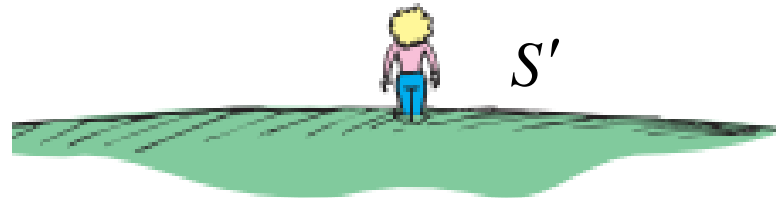


Δt_0 **Tempo próprio**
Intervalo entre 2
eventos que
acontecem no
mesmo ponto

$$\Delta t' = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - (v/c)^2}}$$



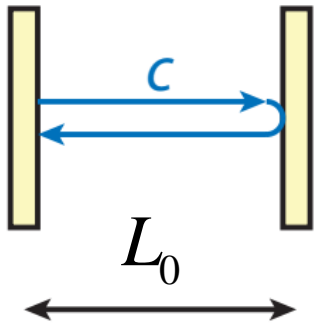
Relógios em
movimento
andam devagar



S'

Contração do comprimento

Tal como o tempo haverá uma desconcordância sobre distâncias
(ao longo a direção do movimentos relativo)



Enviar um pulso da luz e medir o tempo da ida e volta.

No referencial onde o objeto é estacionário

$$\Delta t_0 = \frac{2L_0}{c}$$

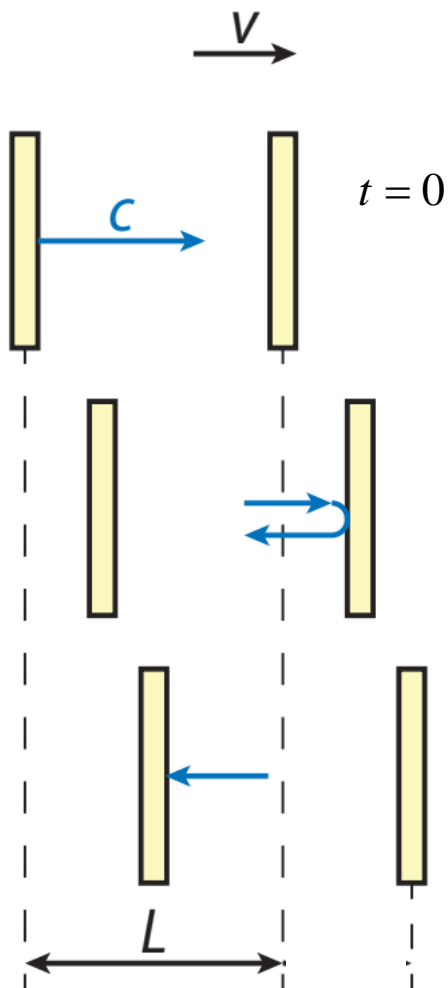
Referencial S

$$L_0 = \frac{c\Delta t_0}{2}$$

o comprimento próprio

Contração do comprimento

Se um observador no sistema S' observa o objeto se deslocar com uma velocidade v



$$ct'_{ida} = L' + vt'_{ida}$$

$$t'_{ida} = \frac{L'}{c - v}$$

$$ct'_{volta} = L' - vt'_{volta}$$

$$t'_{volta} = \frac{L'}{c + v}$$

Tempo observado de ida e volta em S'

$$\Delta t' = L' \left[\frac{1}{c - v} + \frac{1}{c + v} \right]$$

$$= L' \left[\frac{2c}{c^2 - v^2} \right]$$

$$= \frac{2L'}{c} \left(\frac{1}{1 - (v/c)^2} \right)$$

Logo

$$\Delta t_0 = \Delta t' \sqrt{1 - (v/c)^2}$$

$$\frac{2L_0}{c} = \frac{2L'}{c} \left(\frac{1}{1 - (v/c)^2} \right) \sqrt{1 - (v/c)^2}$$

$$L' = L_0 \sqrt{1 - (v/c)^2}$$

Objetos em movimento sofrem uma contração

O factor gama

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

$$\Delta t' = \gamma \Delta t_0$$

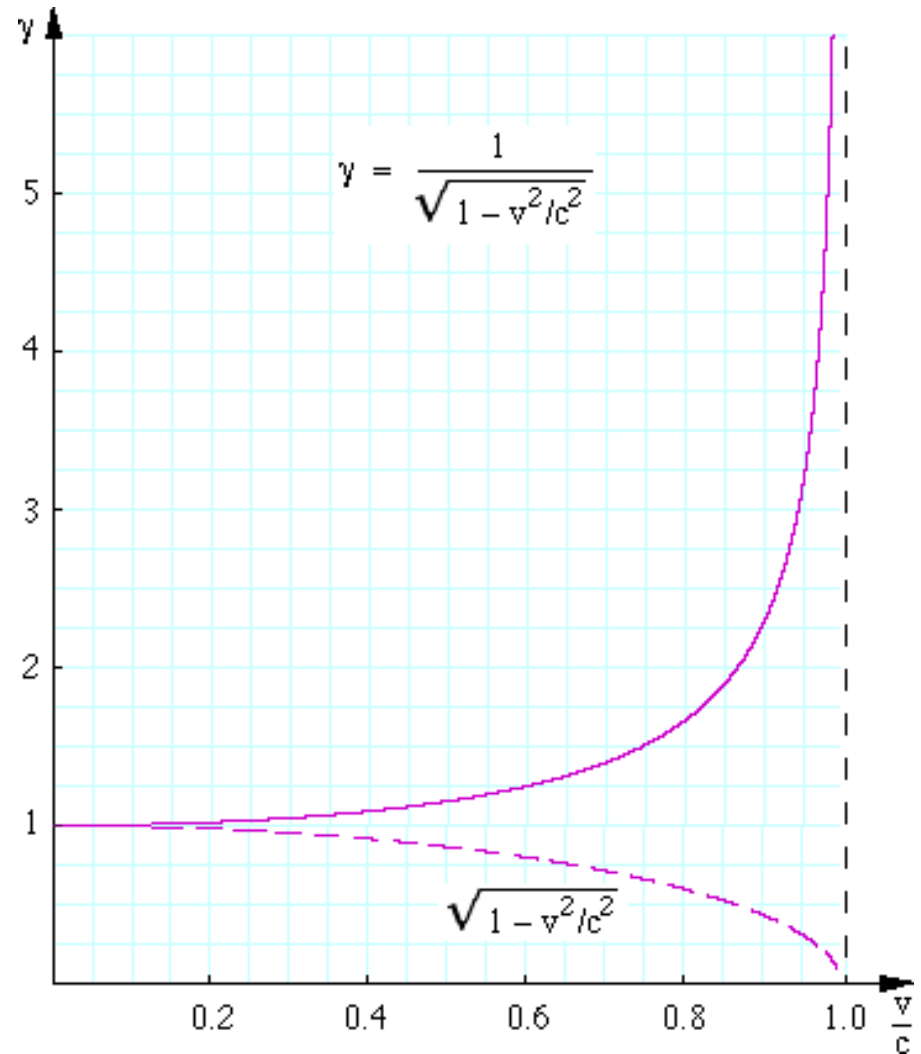
$$L' = L_0 / \gamma$$

$$v = 0.1c \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{0.99}} \approx 1.005$$

$$v = 0.6c \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{0.64}} = 1.25$$

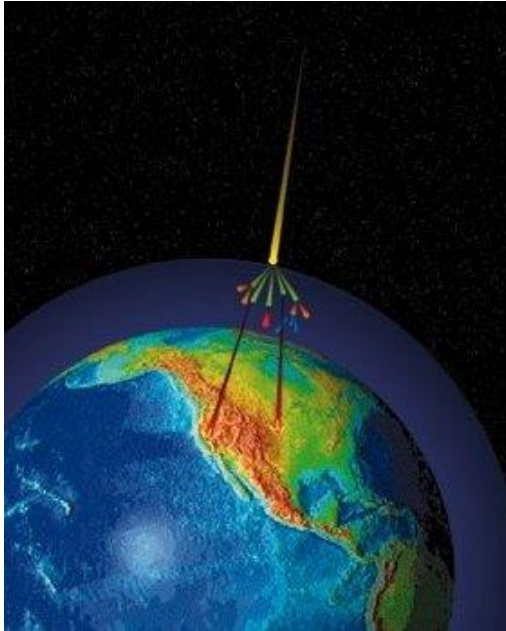
$$v = 0.9c \quad \gamma \approx 2.29$$

$$v = 0.995c \quad \gamma \approx 10$$



Muões (electrões pesados)

<https://www.youtube.com/watch?v=tbsdrHILfVQ>



$$v = 0.99c$$

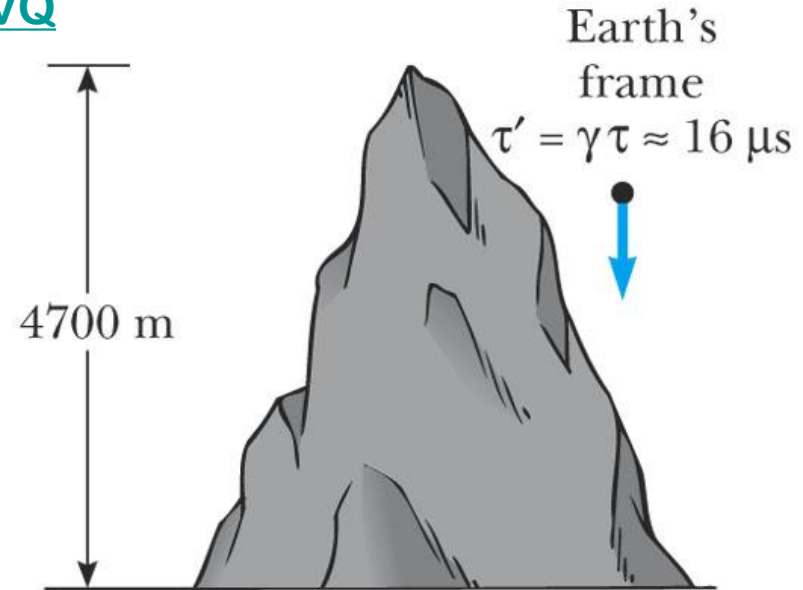
Tempo de voo

$$\frac{4700m}{0.99c} \approx 16\mu s$$

Decaimento exponencial

$$N(t) = N_0 \exp(-t / \tau)$$

$$\tau \approx 2.2\mu s$$



Sem efeitos da relatividade
esperava que apenas uma fração

$$\frac{N}{N_0} = \exp\left(\frac{-16\mu s}{2.2\mu s}\right) \approx 7 \times 10^{-4} \text{ sobrevivem}$$

Mas como $\gamma(0.99c) \approx 7,1$ no referencial da Terra

$$\tau' = \gamma \tau_0 \approx 16\mu s \quad \frac{N}{N_0} = \exp\left(\frac{-16\mu s}{16\mu s}\right) \approx 0.37$$

Muões (electrões pesados)

No referencial dos muões o tempo de vida é o tempo próprio, $2.2\mu\text{s}$, mas a distância entre o topo e fundo de montanha é contraída

$$L' = \frac{L_0}{\gamma} \approx 660\text{m}$$

O tempo de voo é apenas

$$t = \frac{660\text{m}}{0.99c} \approx 2,2\mu\text{s}$$

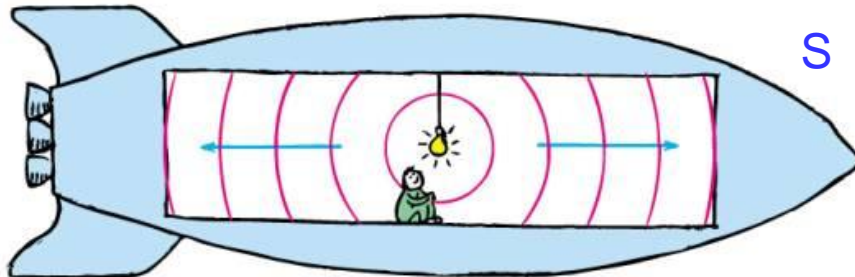
e a fração dos muões que sobrevivem é

$$\frac{N}{N_0} = \exp\left(\frac{-2,2\mu\text{s}}{2,2\mu\text{s}}\right) \approx 0.37$$



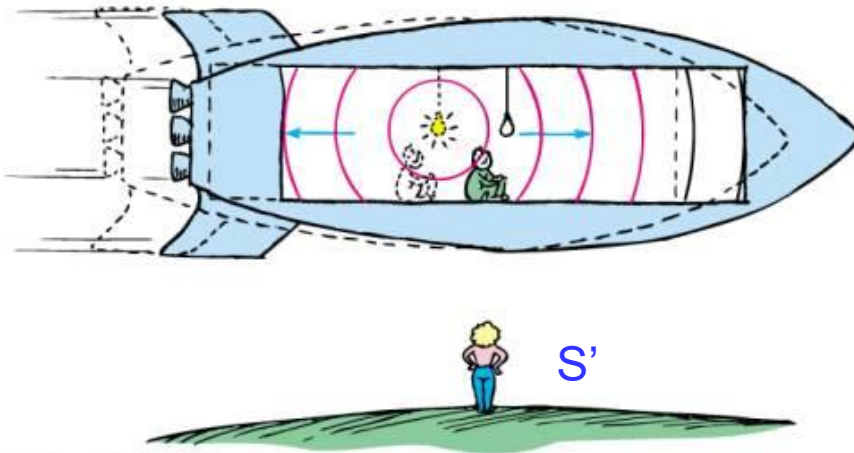
Efeito do relógio atrás ser adiantada

Os relógios num sistema referencial em movimento parecem ser dessincronizados



Hewitt, Conceptual Physics, Ninth Edition.
Copyright © 2002 Pearson Education, Inc., publishing as Addison Wesley. All rights reserved.

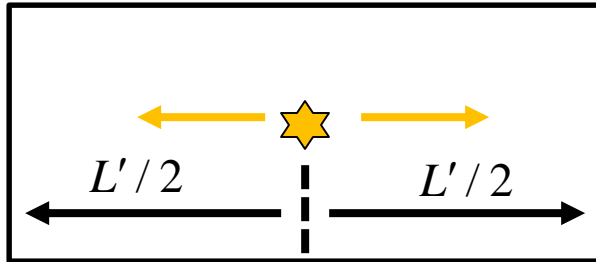
No referencial de S é possível sincronizar 2 relógios com um flash da luz lançado na posição intermédia



Hewitt, Conceptual Physics, Ninth Edition.
Copyright © 2002 Pearson Education, Inc., publishing as Addison Wesley. All rights reserved.

Um observador no referencial S' acha que a luz chega a posição de atrás antes da posição da frente. Qual é a diferença?

No referencial do S'



$t' = 0$



$$ct'_{trás} = \frac{1}{2} L' - vt'_{trás}$$

$$t'_{trás} = \frac{\frac{1}{2} L'}{c + v}$$



$$ct'_{frente} = \frac{1}{2} L' + vt'_{frente}$$

$$t'_{frente} = \frac{\frac{1}{2} L'}{c - v}$$

$$\Delta t' = t'_{frente} - t'_{trás}$$

$$\Delta t' = \frac{1}{2} L' \left[\frac{1}{c - v} - \frac{1}{c + v} \right]$$

$$\Delta t' = \frac{vL'}{c^2} \left[\frac{1}{1 - (v/c)^2} \right] = \frac{vL'}{c^2} \gamma^2$$

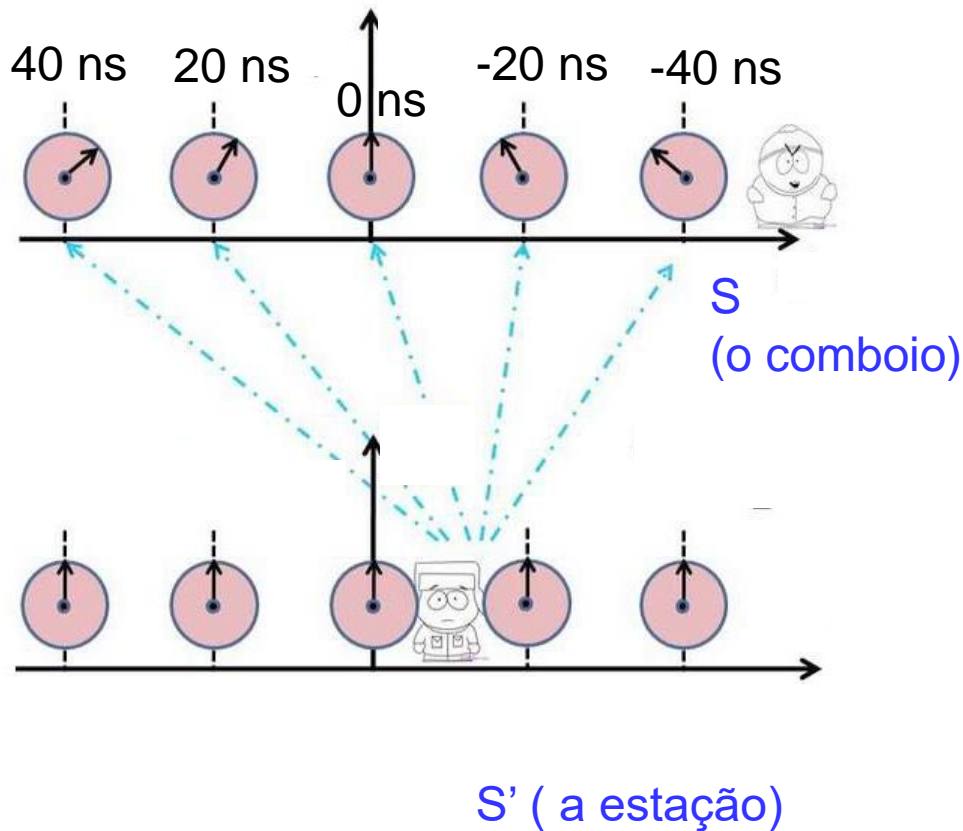
$$\Delta t' = \gamma \Delta t \quad L' = L_0 / \gamma$$

Diferença entre o relógio na
afrente e atrás segundo um
observador em S'

$$\Delta t = \frac{vL_0}{c^2}$$

Exemplo

Uma carruagem de um comboio relativística tem um comprimento de 30m e desloca com uma velocidade de $0.8c$ relativo da estação.



Segundo o observador na estação (S') o relógio na parte trás da carruagem marca mais 80ns do que o relógio na frente da carruagem.

$$\Delta t = \frac{vL_0}{c^2} = \frac{0.8c(30m)}{c^2} = 80 \text{ ns}$$