

Introdução à Relatividade Restrita

(ESPECIAL)

Restrita aos referenciais inerciais ... ←

Até o final do séc. XIX, parecia tudo resolvido na Física:

- " Pilares da Física Clássica "
- = a mecânica e a gravitação de Newton:
movimentos dos corpos (celestes e terrestres)
 - = os fenômenos elétricos / magnéticos / ópticos:
unificados pelas Equações de Maxwell
 - = a termodinâmica:
(responsável pela expansão industrial da época)
 - o compreensão do funcionamento e limitações das máquinas térmicas.

Parecia justo (e certo!) que qualquer questão "extra" pudesse ser resolvida em alguma destes contextos.

Mas não foi bem assim ...

Após $\leq 1/4$ de século, o panorama da física estava radicalmente alterado

- A Mecânica Quântica :

descreve propriedades da matéria e interações a nível microscópico.

- A Relatividade (Restrita) de Einstein (1905):

muda as noções de espaço e tempo

(válidas para $v \sim c$)

* Espaço e Tempo : não mais conceitos "absolutos".

Princípios (postulados) da Relatividade Restrita (Einstein 1905)

1º (Princípio da Relatividade)

" Todos os sistemas inerciais são equivalentes para a formulação de todas as leis da Natureza".

[Se um evento ocorre em um referencial, ~~o mesmo~~ o mesmo evento ocorre em qualquer outro referencial].

2º " " " " A luz propaga-se no vácuo de modo retilíneo e com a mesma velocidade c ($= 3 \times 10^8$ m/s $= 300.000$ km/s) em todos os tempos, em todas as direções e em todos os referenciais inerciais, a despeito do estado de movimento da fonte de luz".

NOTE

$$\text{Eq. de onda (em 1D)} : \frac{\partial^2 \bar{E}}{\partial x^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \bar{E}}{\partial t^2} = 0$$

(\bar{E} on IB)

A velocidade da luz é c em qualquer referencial!

(resultado negativo do experimento de Michelson / Morley (1887) corrobora este princípio.

em relação a qual referencial?

Lembre-se : Transformações de Galileu

S e S' são referenciais inerciais

Em $t = t' = 0$, as origens O e O' coincidem

Supomos $O_x \parallel O'_x$ $O_y \parallel O'_y$ $O_z \parallel O'_z$

A) Coordenadas

$$x' = x - vt$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = t$$

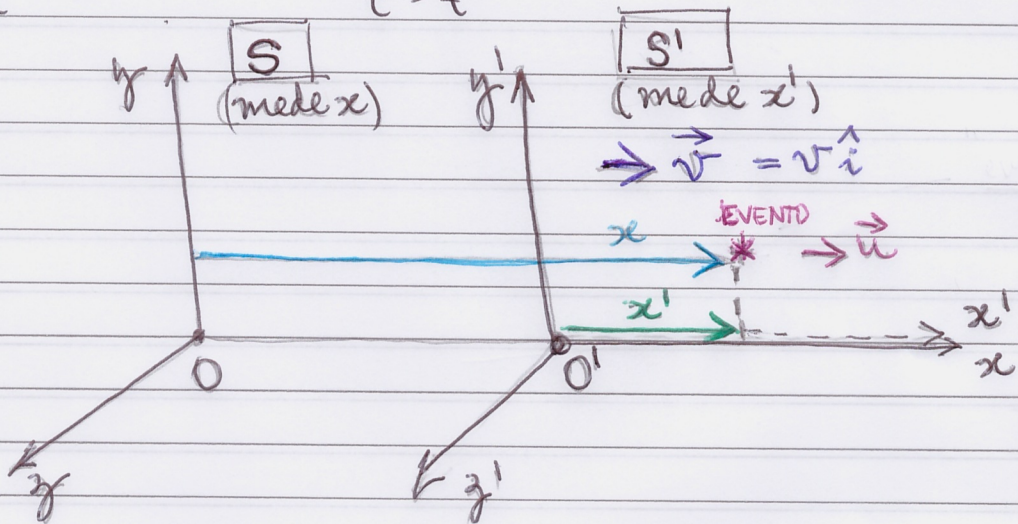
inversa

$$x = x' + vt'$$

$$y = y'$$

$$z = z'$$

$$t = t'$$

B) velocidades

Em $|S|$: $u = \frac{\Delta x}{\Delta t}$

Em $|S'|$: $u' = \frac{\Delta x'}{\Delta t'} = \frac{\Delta x}{\Delta t'} - v \frac{\Delta t}{\Delta t'}$

$\Delta t = \Delta t' \Rightarrow u' = u - v$

Lei da adição de
VELOCIDADES (Galileu)

$$u' = u - v$$

① se $v = 40 \text{ m/s}$, $u = 340 \text{ m/s}$, $u' = 300 \text{ m/s}$ (velocidade do som)
som $v = -40 \text{ m/s}$; $u = 340 \text{ m/s}$, $u' = 380 \text{ m/s}$

OK...

② se $v = 40 \text{ m/s}$ $u = c = 3 \times 10^8 \text{ m/s}$ ---- $c' \neq c$?
luz

Antes de introduzir as transformações "corretas", i.e. as transformações que deixam a velocidade da luz

$$|c| = \text{constante}$$

iremos estudar duas consequências deste fato:

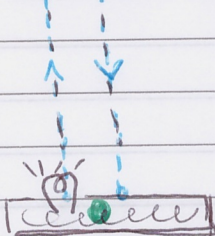
Veremos que medidas de tempo e de espaço dependem do referencial onde se encontram os instrumentos de medida (relógios ... réguas ...).

(I) Medidas de intervalos de tempo

"Relógio de luz"

S'

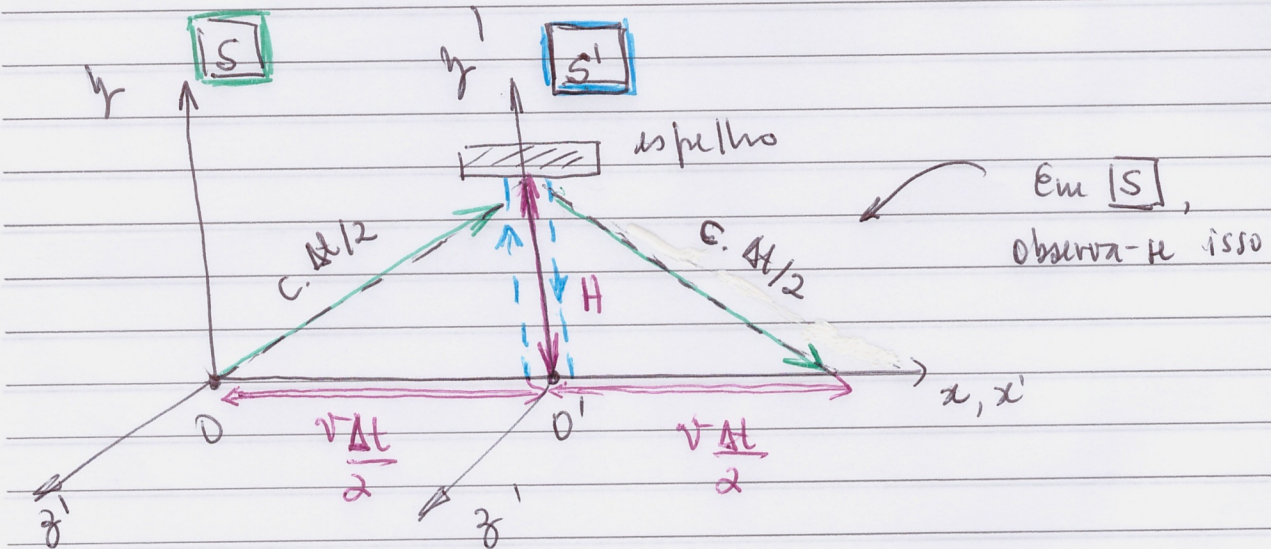
espelho



O' fotocélula:

emissão e absorção da luz ocorrem no mesmo ponto O'

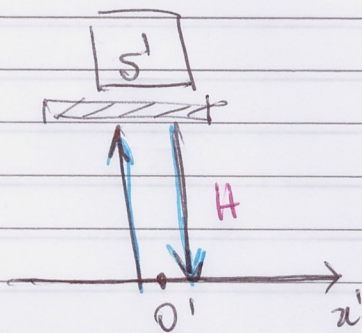
- S' A luz é EMITIDA do pto $x'=0$ = EVENTO 1
- A luz é ABSORVIDA no pto $x'=0$ = EVENTO 2



Os 2 eventos (emissão e absorção da luz) também ocorrem em S .

- (2º princípio da R.R.) : em S e em S' , a velocidade da luz é c .
- Em S' , o observador mede o intervalo de tempo Δt_0 entre os 2 eventos.
- Δt_0 : "intervalo de tempo próprio" medido por um observador em repouso no referencial em que os 2 eventos ocorrem no mesmo ponto do espaço.

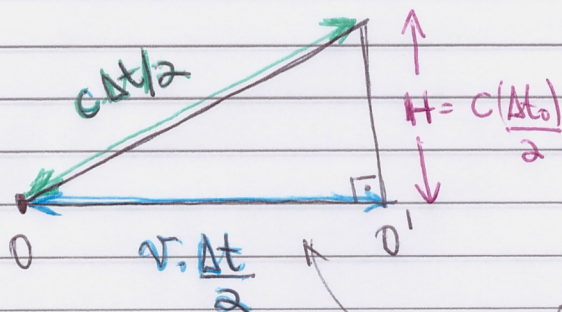
Assim, Δt_0 medido em S' corresponde ao intervalo de tempo entre a emissão e absorção da luz no mesmo ponto



$$\Delta t_0 \cdot c = 2H$$

$$\Delta t_0 = 2H/c$$

Qual a medida do tempo em S e como se relaciona com Δt_0 ?



deslocamento de S'
em relação a S .

$$H^2 + \left(\frac{v\Delta t}{2}\right)^2 = \left(\frac{c\Delta t}{2}\right)^2$$

$$\left[\frac{c(\Delta t_0)}{2}\right]^2 + \left(\frac{v\Delta t}{2}\right)^2 = \left(\frac{c\Delta t}{2}\right)^2$$

$$c^2 (\Delta t_0)^2 = (c^2 - v^2) (\Delta t)^2$$

$$\left[\Delta t = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \equiv \gamma \cdot \Delta t_0 \geq \Delta t_0 \right]$$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \equiv \text{"fator de Lorentz"}$$

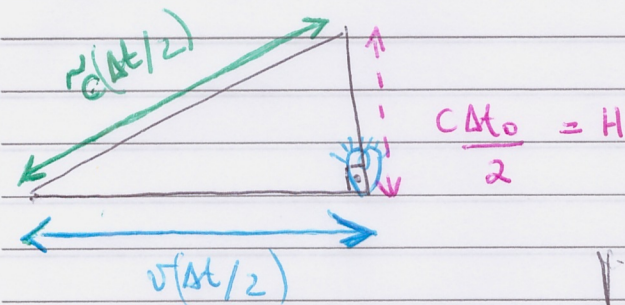
$$\gamma \geq 1$$

Fenômeno: DILATAÇÃO DOS INTERVALOS DE TEMPO.

$\gamma \sim 1$ pma $v \ll c$ (mecânica não-relativística)
 $\gamma \gg 1$ pma $v \sim c$ (mecânica relativística)

E se o cálculo fosse efetuado de acordo com a lei de adição de velocidades de Galileu?

Em $|S|$



NOTE

Um observador em $|S|$ veria a fonte de luz já "lançada" com uma velocidade \vec{v} e abismaria:

$$\vec{c} = \vec{c} + \vec{v}$$

$$\vec{c}^2 = (\vec{c} + \vec{v}) \cdot (\vec{c} + \vec{v})$$

$$\vec{c}^2 = c^2 + v^2$$

$$\left(\frac{\vec{c} \Delta t}{2}\right)^2 = \left(\frac{v \Delta t}{2}\right)^2 + \left(\frac{c \Delta t_0}{2}\right)^2$$

$$(\Delta t)^2 (\vec{c}^2 - v^2) = c^2 (\Delta t_0)^2$$

$$(\Delta t)^2 \cdot c^2 = c^2 (\Delta t_0)^2$$

$$\rightarrow \Delta t = \Delta t_0$$

transf. Galileu
pna o tempo
OK

Então, o fato de ser $\vec{c} = c$ é que leva a:

$$\Delta t = \gamma \Delta t_0$$

○ O efeito de dilatação do tempo é significativo somente pna $v \sim c$

$$v = 0,1c \rightarrow \Delta t = 1,005 \Delta t_0$$

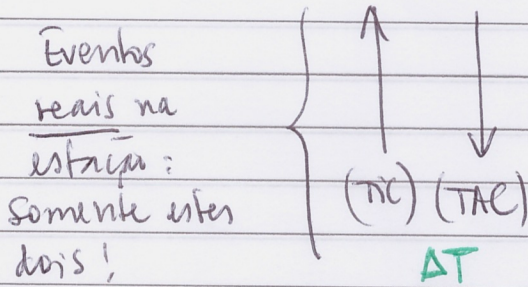
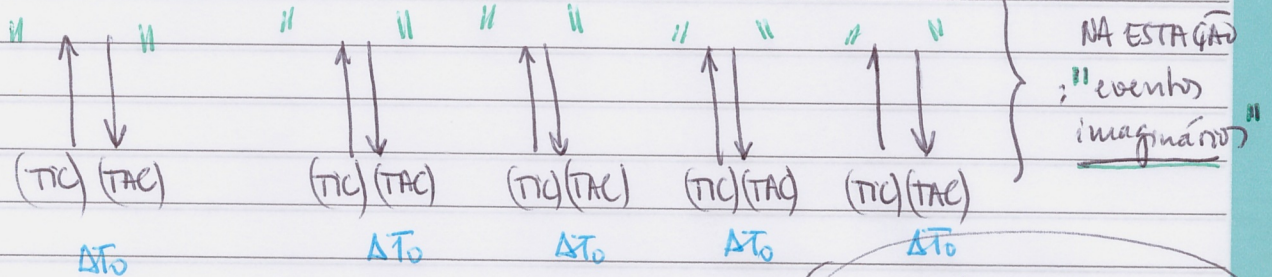
$$v = 0,98c \rightarrow \Delta t = 5 \Delta t_0$$

~~---~~ $|S'|$: trem

Ilustração ...

$|S|$: estação

Ex: $\gamma = 5 \Rightarrow \Delta t^* = 5 \Delta t_0$



na estação, passou mais tempo: 5 unidades de Δt_0

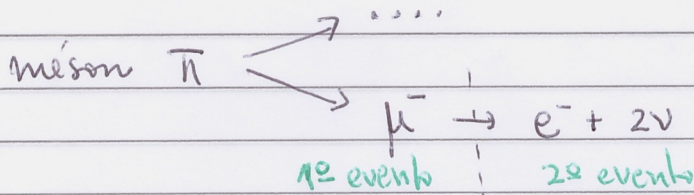
no trem, passou menos tempo: uma única unidade Δt_0

uma unidade de tempo na estação = 5 unidades de tempo no trem

O menor intervalo de tempo = tempo próprio, ocorre no referencial em que os 2 eventos ocorrem no mesmo ponto?

O efeito da dilatação do tempo é real!! 11 /

Exemplo: A vida longa dos múons (μ^-)



vida média dos μ^- no referencial "próprio":

$$\Delta t_0^{(1/2)} \equiv \Delta t_0 = 2,2 \times 10^{-6} \text{ s}$$

"vida média" (passado) $2,2 \times 10^{-6}$ s no ref. $[S']$, onde ~~os~~ múons estão em repouso, a metade dos μ^- decaem).

Se os múons produzidos no espaço se moverem com velocidade $0,99c$ ("raios cósmicos")

$$\Delta T^{(1/2)} \equiv \Delta t = \gamma \cdot \Delta t_0 = \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{0,99c}{c}\right)^2}} \cdot 2,2 \times 10^{-6} \text{ s}$$

$$= 15,6 \times 10^{-6} \text{ s} \approx 7 \times \Delta t_0^{(1/2)} \dots \text{na Terra (observador em } [S])$$

Ou seja, se estes múons são criados na estratosfera, um número significativo consegue chegar à Terra antes de decair: este efeito é observado!

Note: Na verdade, estes múons estão acelerados em direção à Terra e portanto, não se encontram em um ref. inercial! Mas ... aproximadamente ...