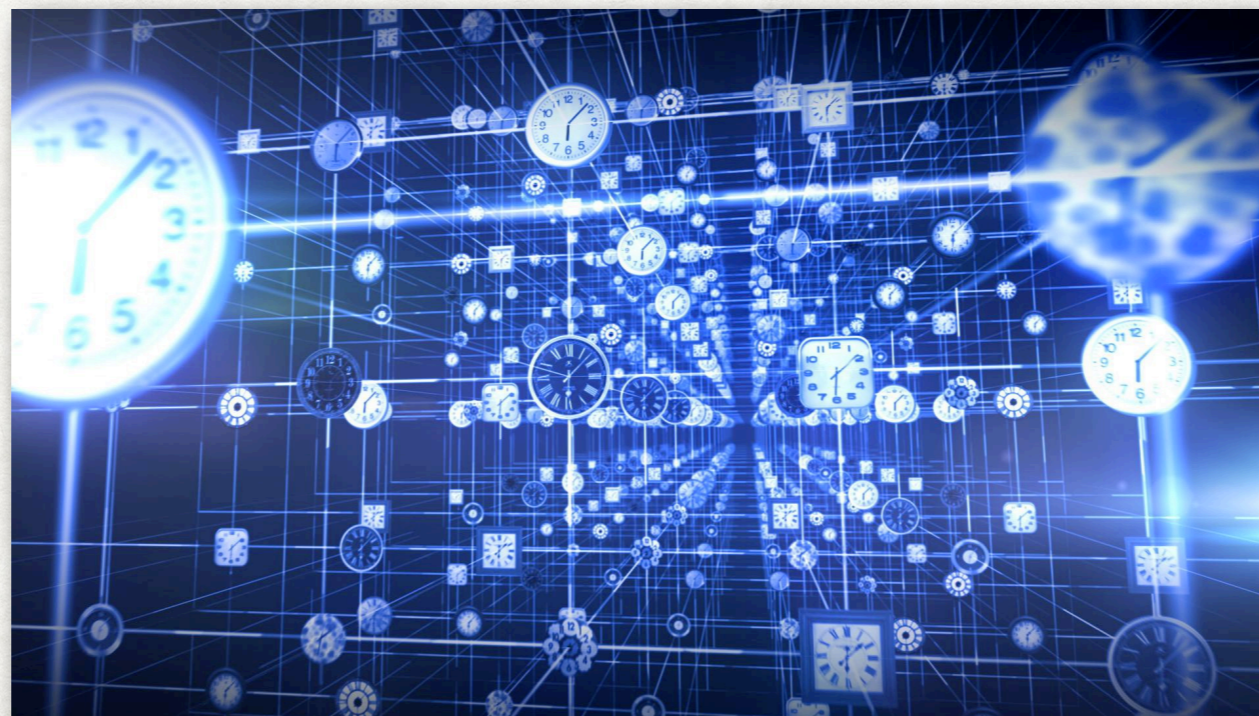


FÍSICA II

MÓDULO III: INTRODUÇÃO À RELATIVIDADE ESPECIAL

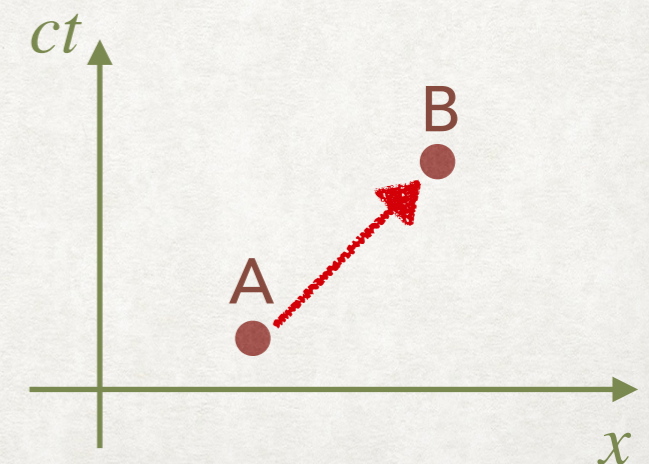
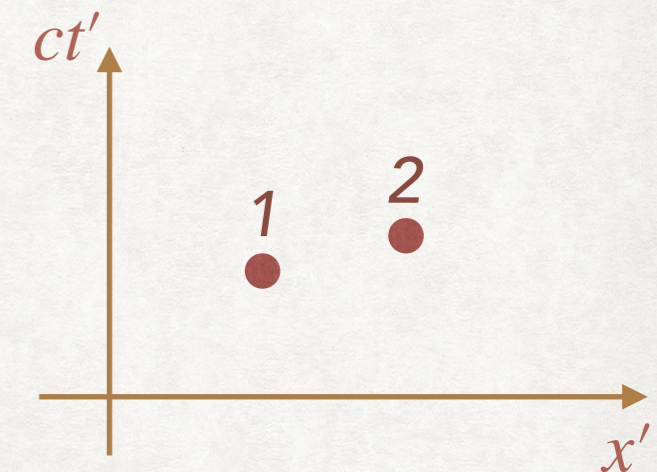
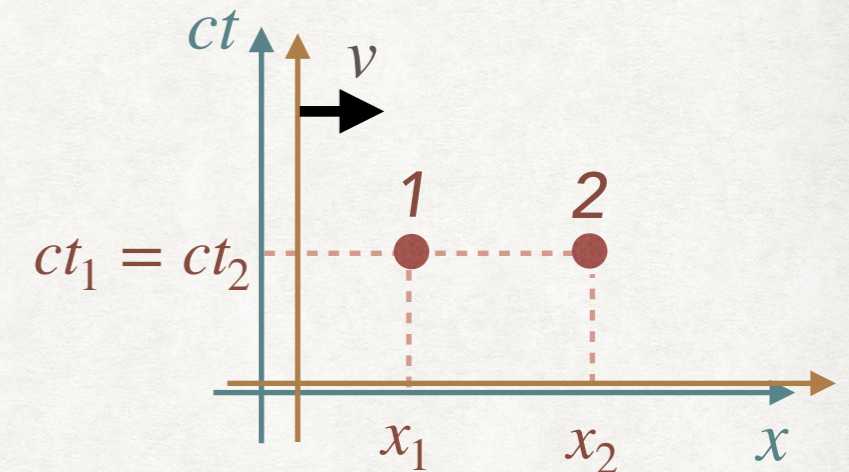
AULA 13 - 30/09/2020

- Relatividade e causalidade: o cone de luz
- 4-vetores e 4-velocidade
- Momento relativístico
- Massa e energia
- Conservação de momento e energia na Relatividade



RELATIVIDADE E CAUSALIDADE

- Na aula passada vimos que a **ordem temporal** de eventos não é necessariamente absoluta (depende do referencial).
- Mas certamente existem certos eventos que **têm** uma ordem temporal absoluta: se um evento 1 é a **causa** de um evento 2, então deve ser **sempre** verdade que 1 ocorre antes de 2 — em qualquer referencial.
- A chave para isso é, como sempre em Relatividade, a velocidade da luz.
- Todas as interações e fenômenos físicos na natureza (forças, ondas, corpos em movimento) têm velocidades iguais ou inferiores à da luz.
- Logo, se enviamos um sinal de luz de um ponto A a um ponto B, essa é a maneira mais rápida de uma "**causa**" em A levar a uma "**consequência**" em B.
- Essa relação deveria certamente ser preservada em qualquer referencial — certo? Vamos checar!



RELATIVIDADE E CAUSALIDADE

- Vamos começar notando que os intervalos de tempo (Δt) e de espaço (Δx) entre quaisquer eventos A e B são relacionados pelas transformações de Lorentz:

$$ct' = \gamma(ct - \beta x) \quad , \quad \Rightarrow \quad c\Delta t' = \gamma(c\Delta t - \beta \Delta x)$$

$$x' = \gamma(x - \beta ct) \quad , \quad \Rightarrow \quad \Delta x' = \gamma(\Delta x - \beta c\Delta t)$$

$$\beta = v/c \quad , \quad \gamma = (1 - \beta^2)^{-1/2}$$

- Vamos tomar os intervalos entre os eventos A e B relacionados por um raio de luz que caminha para a direita no referencial S, como indicado na figura. Os intervalos de tempo e de distância são ligados por:

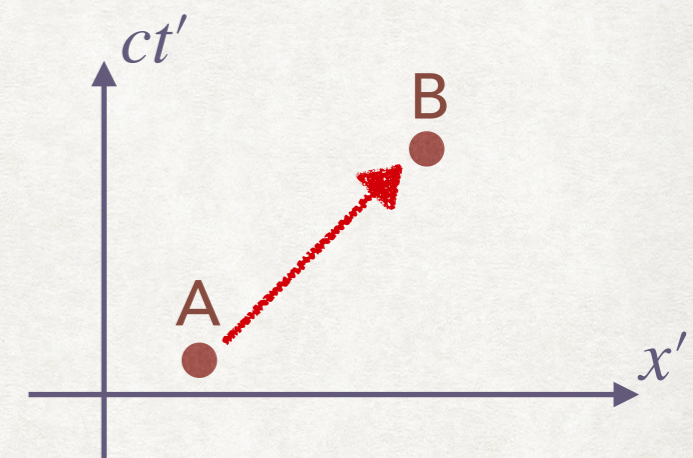
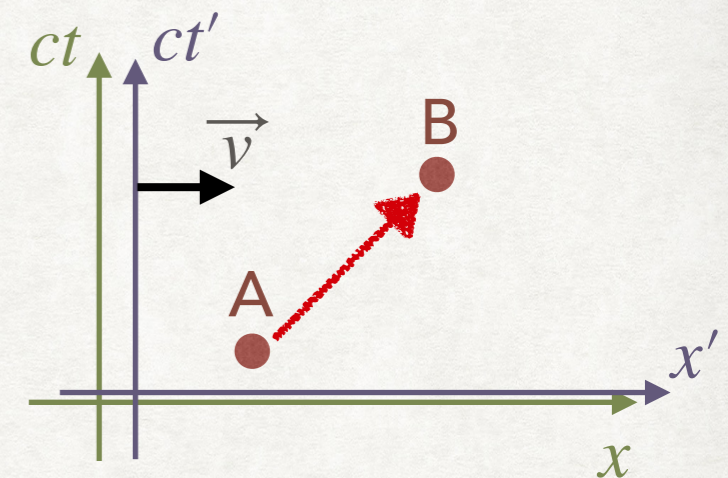
$$\Delta x_{AB} = c\Delta t_{AB}$$

- Agora vamos ver o que ocorre com esses intervalos no referencial S':

$$c\Delta t'_{AB} = \gamma(c\Delta t_{AB} - \beta \Delta x_{AB}) = \gamma(1 - \beta)\Delta x_{AB}$$

$$\Delta x'_{AB} = \gamma(\Delta x_{AB} - \beta c\Delta t_{AB}) = \gamma(1 - \beta)\Delta x_{AB}$$

- Ou seja, no referencial S' também temos $\Delta x'_{AB} = c\Delta t'_{AB}$!
- Ou melhor: se num referencial inercial S temos $c^2\Delta t_{AB}^2 - \Delta x_{AB}^2 = 0$, então num outro referencial inercial qualquer temos também $c^2\Delta t'_{AB}^2 - \Delta x'_{AB}^2 = 0$!



O CONE DE LUZ

- De fato, há algo *mais profundo* em jogo aqui. Vamos construir a seguinte "distância espaço-temporal" entre dois eventos quaisquer:

$$\Delta s^2 \equiv c^2 \Delta t^2 - \Delta \vec{x}^2$$

Note: Δs^2 pode ser positivo ou negativo!

- Vamos calcular o que é esse intervalo de espaço-tempo num referencial S' , usando as transformações de Lorentz:

$$c\Delta t' = \gamma(c\Delta t - \beta \Delta x) \quad , \quad \Delta x' = \gamma(\Delta x - \beta c\Delta t) \quad , \quad \Delta y' = \Delta y \quad , \quad \Delta z' = \Delta z$$

$$\Rightarrow \Delta s'^2 = c^2 \Delta t'^2 - \Delta \vec{x}'^2 = c^2 \Delta t'^2 - \Delta x'^2 - \Delta y'^2 - \Delta z'^2$$

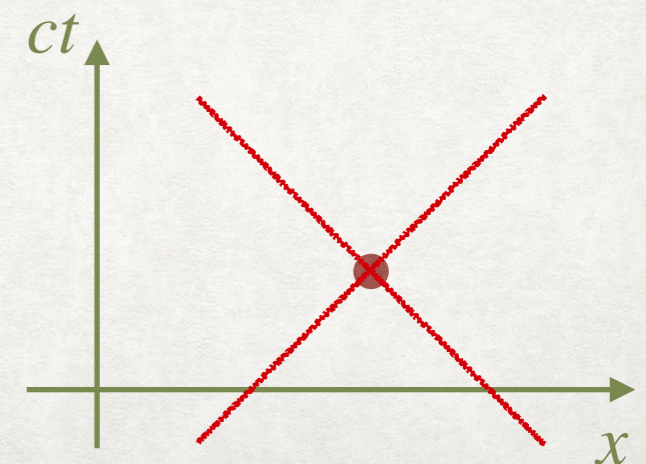
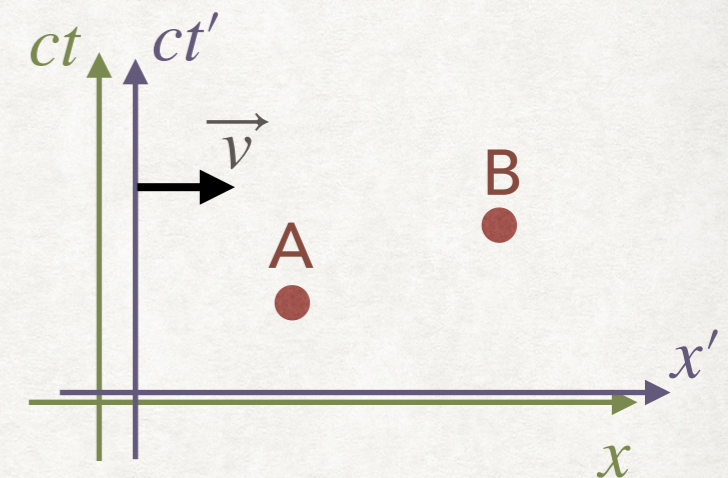
$$= \gamma^2 (c\Delta t - \beta \Delta x)^2 - \gamma^2 (\Delta x - \beta c\Delta t)^2 - \Delta y^2 - \Delta z^2$$

$$= \gamma^2 [(1 - \beta^2)(c^2 \Delta t^2 - \Delta x^2) - 2\beta c\Delta t\Delta x + 2\beta c\Delta t\Delta x] - \Delta y^2 - \Delta z^2$$

- Mas lembre-se que $\gamma = (1 - \beta^2)^{-1/2}$, logo $\gamma^2(1 - \beta^2) = 1$, e portanto:

$$\Delta s'^2 = c^2 \Delta t'^2 - \Delta \vec{x}'^2 = c^2 \Delta t^2 - \Delta \vec{x}^2 = \Delta s^2$$

- Ou seja, o intervalo de distância Δs^2 é *invariante*!
- Em particular, tudo que está no "cone" $c^2 \Delta t^2 = \Delta \vec{x}^2$ num referencial, está no cone $c^2 \Delta t'^2 = \Delta \vec{x}'^2$ em *qualquer* referencial. Esse cone se chama *cone de luz*.



O CONE DE LUZ

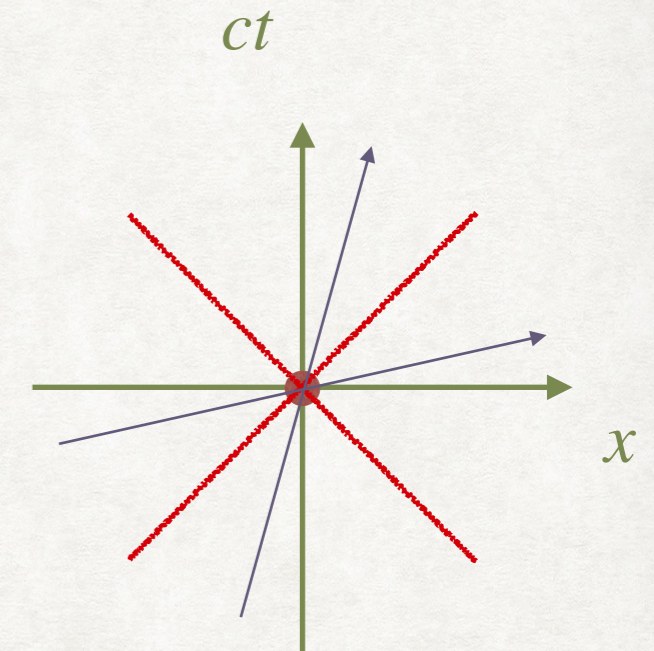
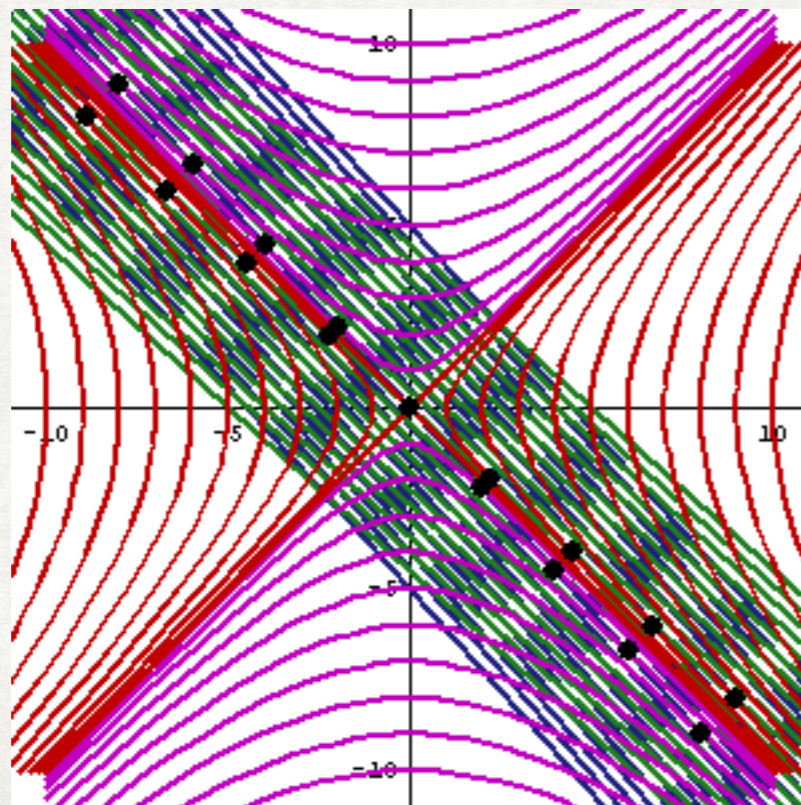
- O *cone de luz* é um *invariante* da "geometria hiperbólica" implícita nas transformações de Lorentz:

$$c\Delta t' = c\Delta t \cosh \theta - \Delta x \sinh \theta$$

$$\Delta x' = -c\Delta t \sinh \theta + \Delta x \cosh \theta$$

onde lembre-se que $\tanh \theta = \beta = v/c$

- Na Wikipedia tem uma animação muito legal de como esse cone de luz permanece invariante sob transformações de Lorentz:



Veja também:

<https://www.desmos.com/calculator/pc7azsxtch>

O CONE DE LUZ

- OK, então a principal conclusão é que esse *intervalo de espaço-tempo* (e, em particular, o *cone de luz*) é um *invariante*:

$$\Delta s^2 = c^2 \Delta t^2 - \Delta \vec{x}^2 = \Delta s'^2$$

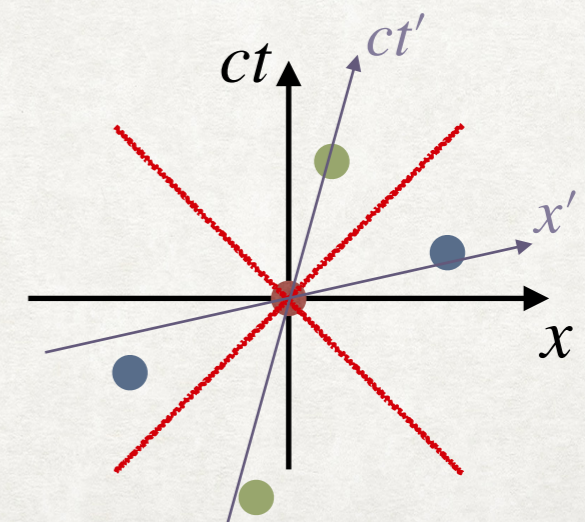
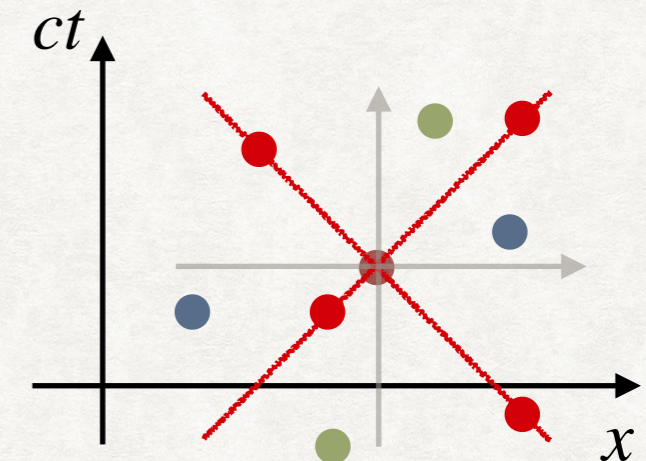
- Ou seja, tanto Δt quanto Δx podem mudar, mas Δs^2 *fica constante*.
- Note, em particular, que se Δs^2 é invariante, certamente o *sinal* desse "intervalo espaço-temporal" é o mesmo em qualquer referencial:

$$\Rightarrow \Delta s^2 > 0 \quad , \quad c^2 \Delta t^2 > \Delta \vec{x}^2 \quad \text{"Distância tipo-tempo"}$$

$$\Rightarrow \Delta s^2 < 0 \quad , \quad c^2 \Delta t^2 < \Delta \vec{x}^2 \quad \text{"Distância tipo-espaço"}$$

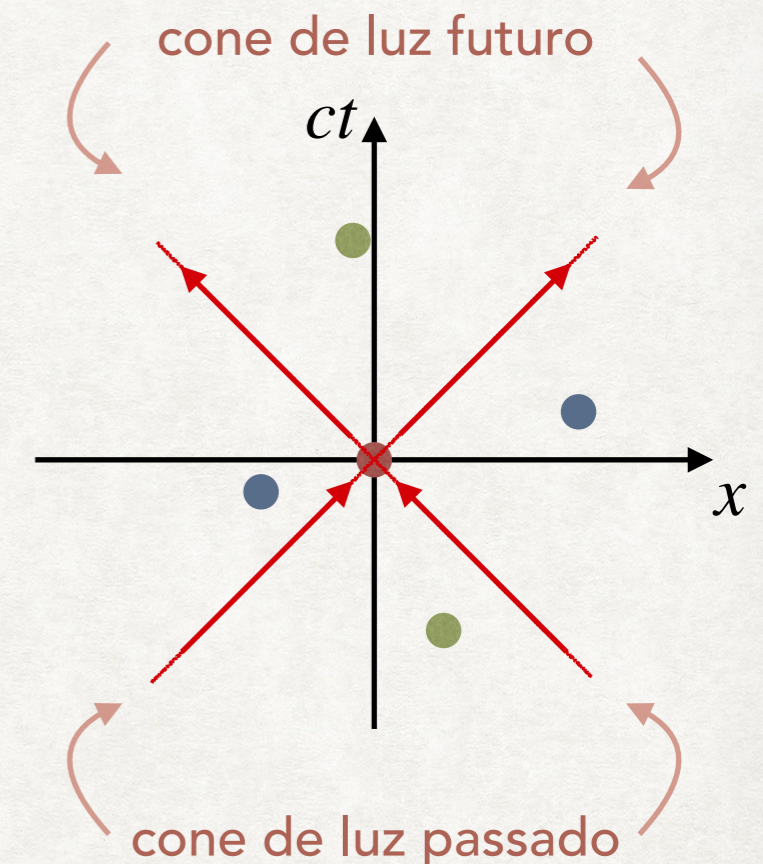
$$\Rightarrow \Delta s^2 = 0 \quad , \quad c^2 \Delta t^2 = \Delta \vec{x}^2 \quad \text{"Distância nula", ou "tipo-luz"}$$

- Essa classificação vale em qualquer referencial, já que $\Delta s'^2 = \Delta s^2$!
- Sempre podemos redefinir a origem (espaço-temporal) do nosso sistema de coordenadas em um evento específico, e considerar o cone de luz desde aquele ponto — e assim, $\Delta t \rightarrow t$, e $\Delta x \rightarrow x$.
- Agora fica ainda mais fácil ver que em qualquer referencial o *tipo* da distância da origem a qualquer ponto não se altera por uma mudança de referencial.



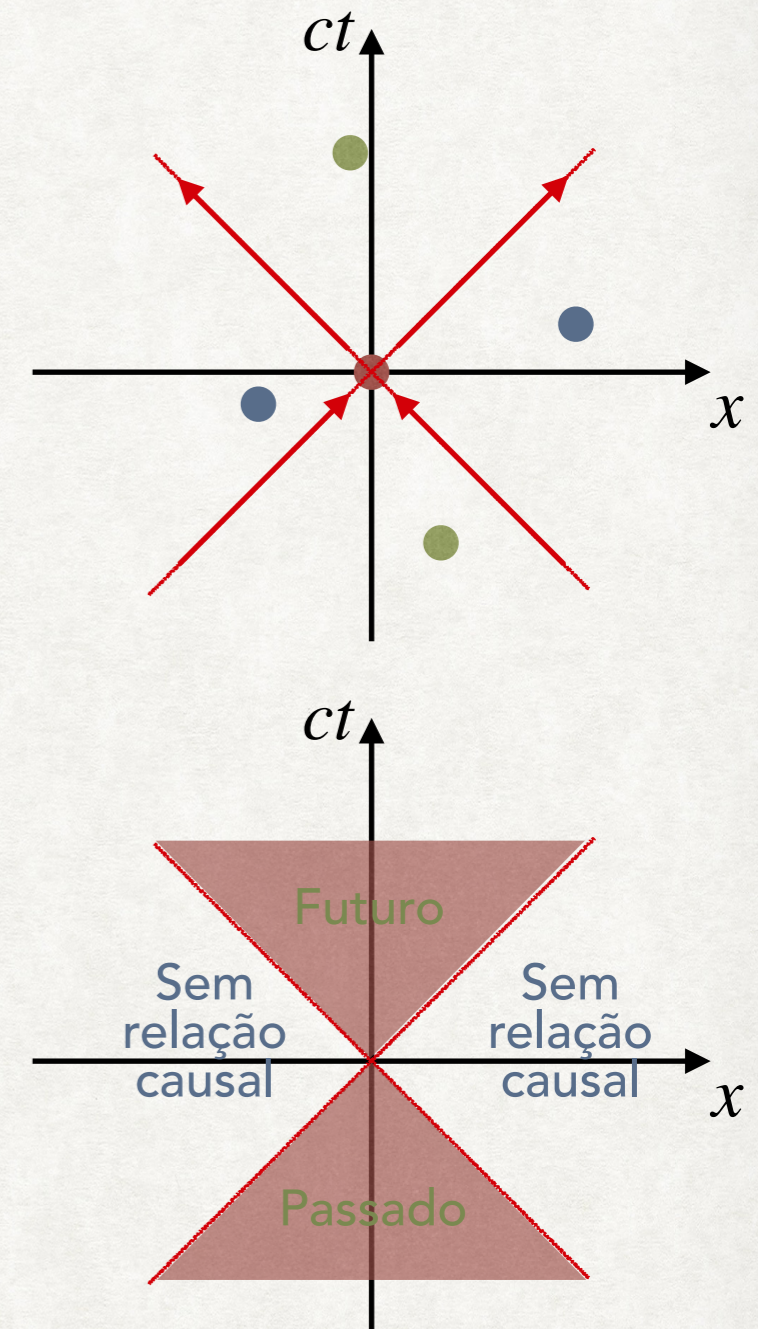
CONE DE LUZ E CAUSALIDADE

- Vamos continuar a explorar o cone de luz — a região $|ct| = |x|$.
- Raios de luz que **chegam na origem** caminham sobre o cone de luz, desde o **passado** do evento-origem
- Raios de luz que **partem da origem** caminham sobre o cone de luz, para o **futuro** do evento-origem
- Eventos que ficam **abaixo** do cone de luz **passado** têm uma **distância do tipo-tempo** com a origem, $c^2t^2 > x^2$, e ademais eles estão no **passado** do evento-origem: $ct < -|x|$.
- Eventos que ficam **acima** do cone de luz futuro também têm uma distância do tipo-tempo com a origem, $c^2t^2 > x^2$, mas eles estão no **futuro** do evento-origem: $ct > |x|$.
- Finalmente, eventos que estão **fora do cone** (ou seja, abaixo do cone de luz futuro e acima do cone de luz passado) têm uma **distância do tipo-espaço** com o evento-origem.



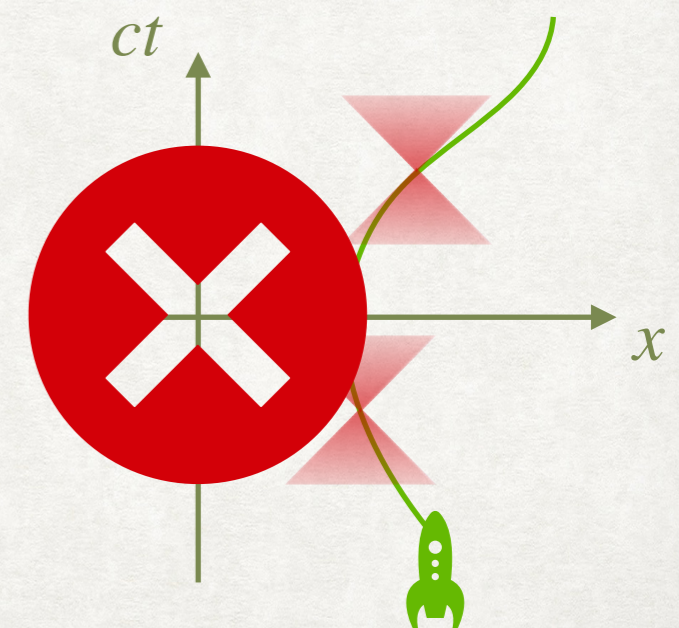
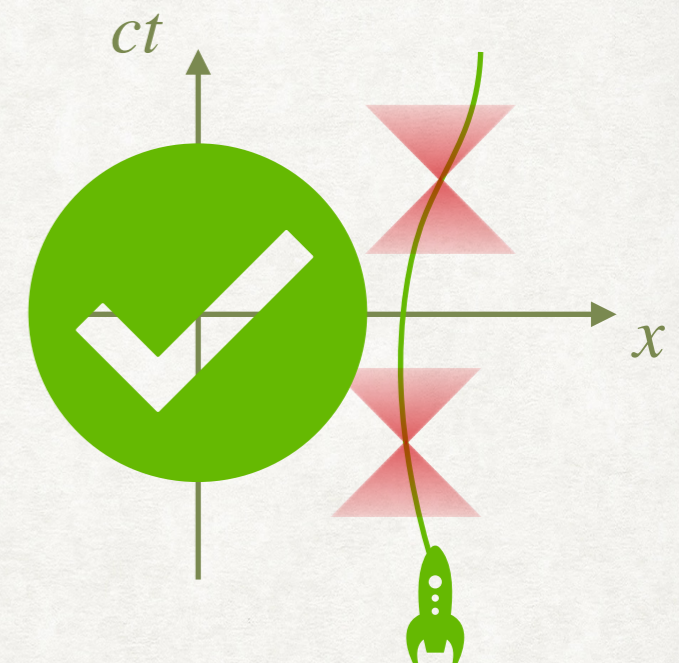
CONE DE LUZ E CAUSALIDADE

- O cone de luz é um *invariante de Lorentz*, portanto essa relação entre eventos é universal, *absoluta*.
- Ou seja, eventos que ficam *dentro do cone de luz passado* estão no *passado absoluto* do evento-origem;
- Eventos que ficam *dentro do cone de luz futuro* estão no *futuro absoluto* do evento-origem;
- Eventos que estão *fora do cone de luz* não estão nem no passado nem no futuro do evento-origem: em alguns referenciais eles estão no passado, em outros, no futuro.
- Portanto, eventos no *passado absoluto* podem ser a *causa* de algum evento na origem; e a origem pode ser a causa de algum evento no *futuro absoluto*.
- Porém, eventos com *distâncias do tipo-espaço* não têm *relação causal* com o evento na origem do cone. Nesse caso dizemos que os eventos são "*causalmente desconexos*".



CONE DE LUZ E CAUSALIDADE

- O *cone de luz* também é um vínculo sobre as linhas de mundo de um objeto qualquer.
- Como a velocidade de um corpo é sempre menor que a velocidade da luz, a linha de mundo sempre "entra" pelo cone de luz passado e "sai" pelo cone de luz futuro de todos os eventos dessa linha de mundo.
- Nenhum objeto pode ter uma linha de mundo que "escape" do cone de luz, em nenhum ponto.



TEMPO E COMPRIMENTO PRÓPRIOS

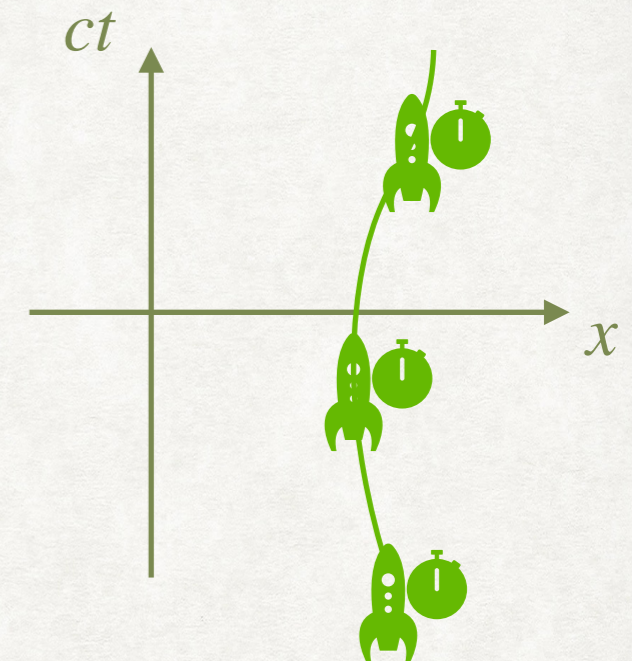
- Todo *referencial* implica um *conjunto de réguas e relógios*.
- O *tempo e comprimento próprios de um corpo* são as medidas de tempo e de distância medidas no *referencial que se move junto com aquele objeto* (ou seja, no referencial que está em repouso com respeito ao objeto).
- Em particular, o *tempo próprio* de um objeto qualquer é o *tempo medido no referencial S_0 daquele objeto* — mesmo que esse objeto esteja em movimento.
- Note agora que esse tempo próprio tem um *caráter invariante*, no seguinte sentido. Considere o *intervalo invariante* medido no referencial do objeto:

$$ds_0^2 = c^2 dt_0^2 - d\vec{x}_0^2$$

Mas o objeto está em repouso no seu próprio referencial, logo $d\vec{x}_0 = 0$, e assim temos que:

$$ds_0^2 = c^2 dt_0^2 \equiv c^2 d\tau^2 \quad , \quad \text{onde } \tau \text{ é o } \textit{tempo próprio} \text{ daquele objeto.}$$

- Como ds_0 é invariante, temos que τ é *um invariante*!



TEMPO E COMPRIMENTO PRÓPRIOS

- Vamos agora fazer a seguinte pergunta: qual a relação entre o **tempo medido num referencial S** e o **tempo próprio** de um objeto que se move?

- Note que:

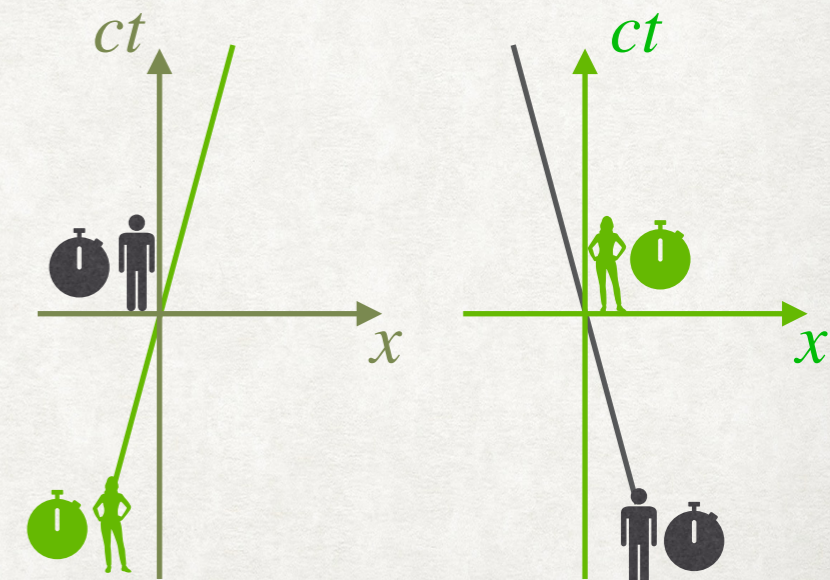
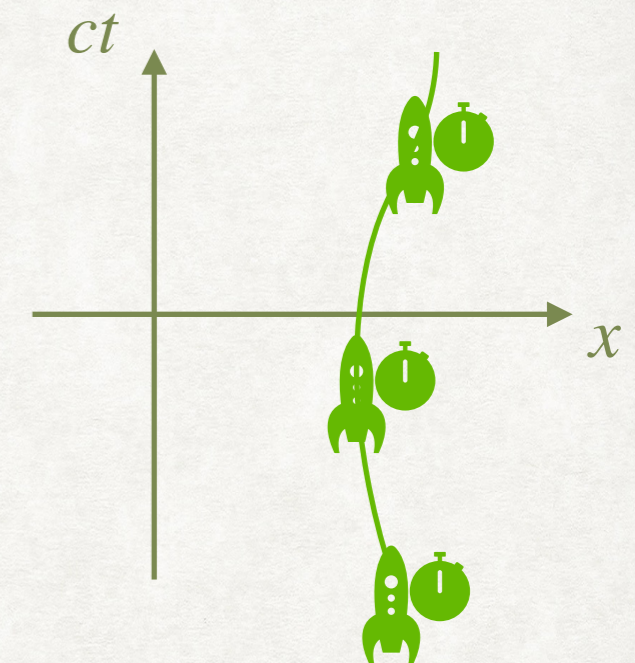
$$ds^2 = c^2 dt^2 - d\vec{x}^2 = c^2 dt^2 \left[1 - \frac{1}{c^2} \left(\frac{d\vec{x}}{dt} \right)^2 \right] = c^2 \frac{dt^2}{\gamma^2} ,$$

onde $\vec{x}(t)$ é a **posição do objeto** em qualquer instante t , e $d\vec{x}/dt$ é a **velocidade** desse objeto como medidos no referencial S .

- Lembre agora que $c^2 d\tau^2 = ds_0^2 = ds^2$ (invariante!), portanto:

$$d\tau = \frac{dt}{\gamma}$$

- Note que $\gamma > 1$, o que significa que o **tempo próprio é sempre menor** que o **tempo medido num outro referencial**. Isso é mais uma manifestação do efeito de "dilatação do tempo" discutido na aula passada.
- Na Relatividade Restrita esse relação é **recíproca**: eu vejo o seu tempo passar mais devagar, e você vê o meu tempo passar mais devagar.



TEMPO E ESPAÇO: 4-VETORES

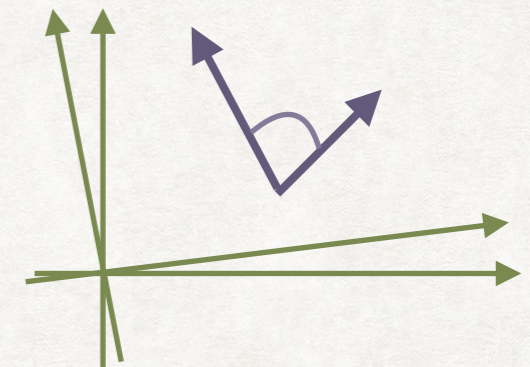
- Já vimos como as **coordenadas** de eventos são dadas pelas 4 quantias $\{ct, x, y, z\}$, e que a **distância invariante** indica uma espécie de **norma** dessas coordenadas, e que tem um **sentido independente do referencial** (assim como o **produto escalar** de dois vetores puramente espaciais não depende do sistema de coordenadas).
- De fato, para esse "4-vetor" $X \equiv \{ct, x, y, z\}$ podemos usar a notação:

$$||X||^2 = c^2t^2 - x^2 - y^2 - z^2 = c^2t^2 - \vec{x}^2$$

- Note que esse é um **tipo de produto escalar**, mas que combina de um modo um pouco diferente as componentes.
- No caso mais familiar, de 3 dimensões espaciais, os vetores têm uma norma que segue a **geometria Euclideana**, e assim, se $\vec{a} = \{a^x, a^y, a^z\}$ temos:

$$|\vec{a}|^2 = (a^x)^2 + (a^y)^2 + (a^z)^2 = \sum_{i,j=1}^3 \delta_{ij} a^i a^j$$

$$\begin{aligned} \vec{a} \cdot \vec{b} &= |a| |b| \cos \varphi \\ &= a^x b^x + a^y b^y + a^z b^z \\ &= a^{x'} b^{x'} + a^{y'} b^{y'} + a^{z'} b^{z'} \end{aligned}$$



Geometria Euclideana:

$$|\vec{a}|^2 = (a^x \ a^y \ a^z) \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a^x \\ a^y \\ a^z \end{pmatrix}$$

Métrica Euclideana: δ_{ij}

TEMPO E ESPAÇO: 4-VETORES

- Em 3+1 dimensões (tempo e espaço) isso não funciona mais: a **geometria é diferente!** Nesse caso temos a chamada **Geometria de Minkowski**, que nos diz que as componentes de um vetor devem ser combinadas do mesmo modo que usamos para calcular o invariante de distância espaço-temporal.

- Dado um vetor $A = \{A^t, A^x, A^y, A^z\}$ a **norma de Minkowski** desse vetor é:

$$||A||^2 = (A^t)^2 - (A^x)^2 - (A^y)^2 - (A^z)^2$$

- Essa expressão fica mais fácil se distinguirmos melhor as componentes, em termos de **índices**:

$$A^t \rightarrow A^0, \quad A^x \rightarrow A^1, \quad A^y \rightarrow A^2, \quad A^z \rightarrow A^3$$

- Desse modo, a norma desse 4-vetor é dada pela combinação:

$$||A||^2 = (A^0)^2 - (A^1)^2 - (A^2)^2 - (A^3)^2$$

$$= \sum_{\mu=0}^3 \sum_{\nu=0}^3 \eta_{\mu\nu} A^\mu A^\nu$$

- A **Relatividade** nos diz, ao fim e ao cabo, que todos os "vetores" que entram nas leis físicas e na descrição da Natureza têm que ser 4-vetores.

Geometria Euclideana:

$$|\vec{a}|^2 = (a^x \ a^y \ a^z) \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a^x \\ a^y \\ a^z \end{pmatrix}$$

Métrica Euclideana: δ_{ij}

Geometria de Minkowski:

$$||A||^2 = (A^0 \ A^1 \ A^2 \ A^3) \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} A^0 \\ A^1 \\ A^2 \\ A^3 \end{pmatrix}$$

Métrica de Minkowski: $\eta_{\mu\nu}$

Produto escalar em Minkowski:

$$\begin{aligned} ||AB|| &= A^0 B^0 - A^1 B^1 - A^2 B^2 - A^3 B^3 \\ &= \sum_{\mu,\nu=0}^3 \eta_{\mu\nu} A^\mu B^\nu \end{aligned}$$

4-VELOCIDADE

- Um corpo qualquer em movimento tem, num referencial S , uma velocidade $\vec{v} = d\vec{x}/dt$. Mas qual o **4-vetor** que podemos definir para expressar a **velocidade** de um corpo?

- Poderíamos começar tentando definir algo como:

$$V = \frac{d}{dt}\{ct, x, y, z\} ,$$

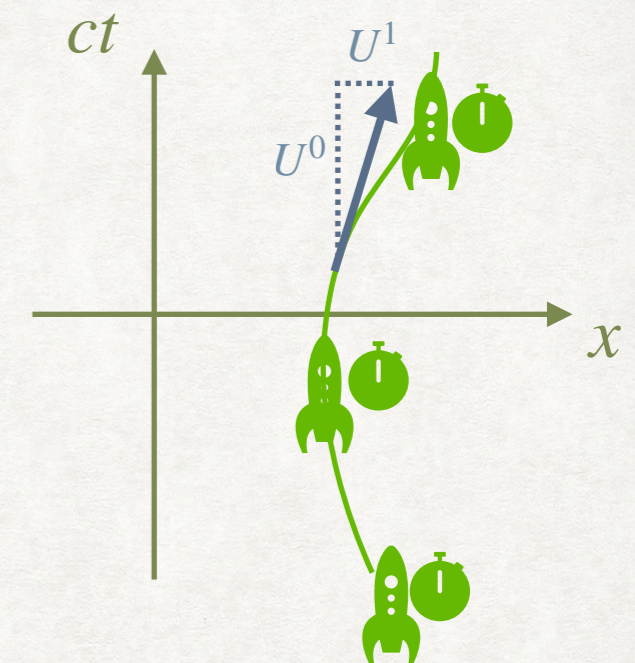
mas essa seria uma expressão bem estranha, afinal tanto dt quanto $d\vec{x}$ fazem parte do mesmo 4-vetor $\{c dt, dx, dy, dz\}$! Seria o mesmo que usar algo como dy/dz numa expressão... Você até pode definir isso, mas provavelmente não vai a lugar nenhum.

- Em vez de tomar esse deslocamento de um 4-vetor com respeito a uma componente dele mesmo, é muito mais natural tomar o deslocamento como função de algo que seja o mais geral e universal possível, algo absoluto... algo... **invariante!**
- Ora, o "tempo invariante" de um objeto qualquer é o **tempo próprio**, τ . Então, definimos a **4-velocidade como medida em relação ao tempo próprio**:

$$U^\mu = \frac{d}{d\tau}\{ct, x, y, z\} = \left\{ \frac{d(ct)}{d\tau}, \frac{dx}{d\tau}, \frac{dy}{d\tau}, \frac{dz}{d\tau} \right\} = \left\{ \frac{d(ct)}{d\tau}, \frac{d\vec{x}}{d\tau} \right\}$$

- Lembre-se agora que a **relação entre o tempo próprio** do corpo em movimento e o **tempo do sistema de coordenadas** é dada por $d\tau = dt/\gamma(v)$, com $\vec{v} = d\vec{x}/dt$ a velocidade do corpo medida pelo referencial. Portanto, temos que:

$$U^\mu = \left\{ \gamma c, \gamma \frac{d\vec{x}}{dt} \right\} = \gamma \{c, \vec{v}\}$$



4-VELOCIDADE

- A 4-velocidade definida desse modo, $U^\mu = dx^\mu/d\tau = \gamma \{c, \vec{v}\}$, possui uma norma:

$$||U||^2 = (U^0)^2 - (U^1)^2 - (U^2)^2 - (U^3)^2 = \sum_{\mu,\nu=0}^3 \eta_{\mu\nu} U^\mu U^\nu$$

- Substituindo os valores de $U^0 = \gamma(v)c$ e $U^i = \gamma(v)v^i$ ($i = 1,2,3$) temos que:

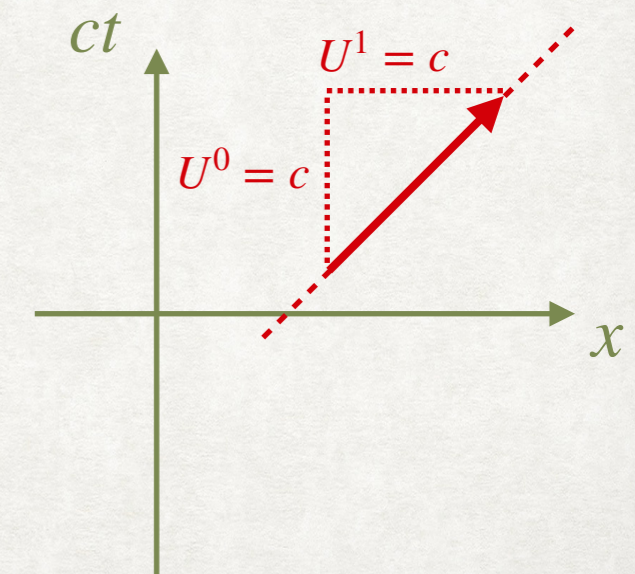
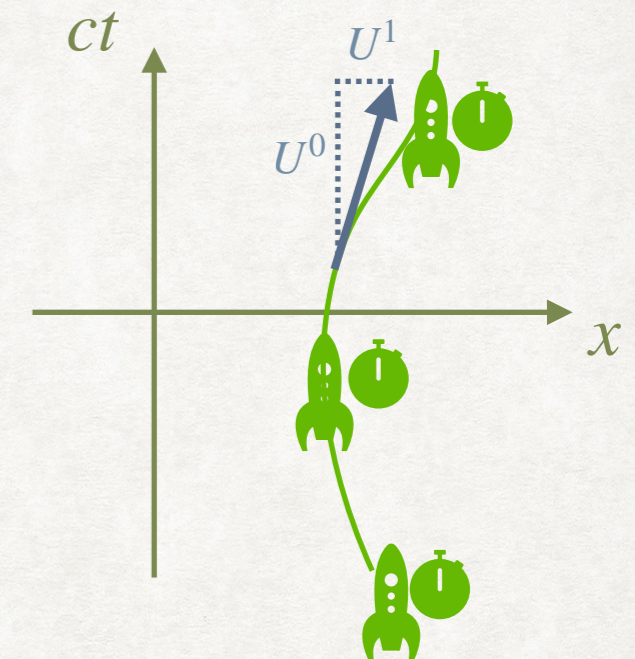
$$||U||^2 = \gamma^2 c^2 - \gamma^2 v^2 = \gamma^2 c^2 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right) . \quad \text{Mas } \gamma^2 = 1/(1 - v^2/c^2), \text{ portanto:}$$

$$||U||^2 \stackrel{!}{=} c^2$$

- Note que o deslocamento do corpo no referencial S se dá com uma velocidade 3-dimensional $\vec{v} = d\vec{x}/dt$ (como não poderia deixar de ser!). Mas **qualquer objeto físico** tem uma 4-velocidade com **norma** $||U||^2 = c^2$, **independente de \vec{v} !**
- Qualquer objeto físico **exceto... a luz!** No caso da luz, o fator γ não está definido (afinal, ele seria infinito!), e não temos um "tempo próprio" (afinal, não existe um referencial que anda junto com a luz!), e nesse caso temos:

$$U_{luz}^\mu = \{c, c \hat{n}\} ,$$

onde o vetor unitário \hat{n} denota a direção de propagação do raio de luz. É fácil verificar (cheque isso!) que $||U_{luz}||^2 = 0$.



4-MOMENTO

- Na física "clássica", não-relativística, uma relação entre massa, velocidade e momento:

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

- Na Relatividade isso não é diferente, exceto que agora temos a **4-velocidade**, e portanto somos naturalmente levados a uma quantidade (um 4-vetor!) que podemos chamar de **4-momento**:

$$p^\mu = m U^\mu = m \gamma(v) \{c, \vec{v}\}$$

- Mas... o que seria essa nova componente "temporal" do momento, $p^0 = m\gamma c$?
- Nessas horas é sempre bom tomar o **limite não-relativístico** e ver onde chegamos, fazendo uma correspondência com a física Newtoniana. Expandindo o fator γ em $v/c \ll 1$ e substituindo na expressão temos:

$$p^0 \simeq mc \left(1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} + \dots \right)$$

$$p^0 \simeq mc + \frac{1}{2} \frac{m v^2}{c} + \dots$$

- Podemos re-escrever essa expressão de um modo mais intuitivo:

$$p^0 \simeq \frac{1}{c} \left(mc^2 + \frac{1}{2} m v^2 + \dots \right)$$

Energia
cinética!



4-MOMENTO: ENERGIA E QUANTIDADE DE MOVIMENTO

- Como p^0 tem ao menos uma parte que claramente tem a interpretação de energia cinética, essa componente deve ser a **energia** do corpo de massa m (a menos do fator de c , que simplesmente converte unidades de energia em unidades de momento):

$$p^0 = \frac{E}{c}$$

- Portanto, o **4-momento** de uma partícula compreende não apenas o seu **momento linear** (3D), mas também a sua **energia**:

$$p^\mu = m U^\mu = m \gamma(v) \{c, \vec{v}\}$$

- Além disso, descobrimos que, mesmo em repouso, existe uma energia "mínima" guardada numa partícula de massa m , a famosa **energia de repouso**:

$$E_0 = c p^0(v \rightarrow 0) = m c^2 !$$

- Por sinal, assim como no caso da 4-velocidade, a **norma** do 4-momento é um **invariante**:

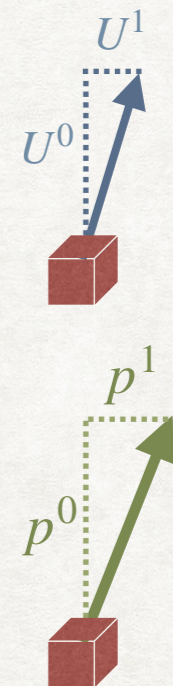
$$||p||^2 = m^2 ||U||^2 = \frac{E^2}{c^2} - \vec{p}^2 = m^2 c^2$$

- No caso de partículas de massa nula (p.ex., fótons, as "partículas de luz") temos:

$$p_{luz}^\mu = \left\{ \frac{E_{luz}}{c}, \vec{p}_{luz} \right\}, \quad \text{onde } E_{luz} \text{ é a energia da luz.}$$

Mas note que, como a massa da luz é nula, temos $||p_{luz}||^2 = m_{luz}^2 ||U_{luz}||^2 = 0$, logo:

$$\vec{p}_{luz} = \frac{E_{luz}}{c} \hat{n}, \quad \text{onde } \hat{n} \text{ é a direção de propagação do raio de luz.}$$



DINÂMICA RELATIVÍSTICA

- Na física clássica, Newtoniana, as equações de movimento são dadas simplesmente pela segunda Lei de Newton:

$$\vec{F} = m\vec{a} = \frac{d\vec{p}}{dt}$$

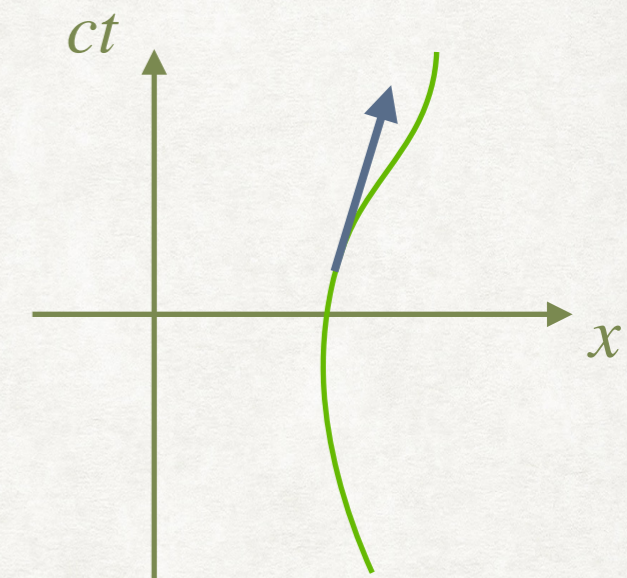
- Mas... e agora? Como vimos acima, todos os vetores que fazem parte das Leis da Física devem ser 4-vetores, certo? Como fica então a 2a lei?
- Vamos generalizar a equação acima e ver onde chegamos. Só lembre que não faz sentido tomar a derivada de um vetor com relação ao tempo no referencial (ele mesmo parte de um 4-vetor!), então tomamos a derivada com respeito ao tempo próprio:

$$f^\mu = \frac{dp^\mu}{d\tau}$$

- Essa definição leva a algumas coisas interessantes. Em particular, note que o produto escalar:

$$\vec{F} \cdot \vec{P} \leftrightarrow ||fp|| = f^0 p^0 - f^1 p^1 - f^2 p^2 - f^3 p^3 \stackrel{!}{=} 0$$

- **Exercício:** use os resultados que derivamos até agora para demonstrar essa igualdade, e interprete o resultado em termos da noção de *trabalho*.



DINÂMICA RELATIVÍSTICA

- Assim como na física clássica, as leis da dinâmica relativística também nos dizem que, na ausência de forças externas, o 4-momento se conserva — seja para uma partícula, seja para um sistema de partículas:

$$P^\mu = \sum_n p_{(n)}^\mu = \text{const.}$$

- Isso significa, ao mesmo tempo:

➔ Conservação de energia

➔ Conservação de momento

- *Próxima aula:* exemplos e exercícios de dinâmica relativística, física nuclear e muito mais...!

