

27/11/23

Espaço-tempo de Minkowski

Como vimos anteriormente, o intervalo entre dois eventos é invariante por transformação de Lorentz, tendo um sentido absoluto: é o mesmo em qualquer referencial inercial.

Considerando dois eventos de coordenadas (x_1, t_1) e (x_2, t_2) , em um dado referencial, usando:

$$(s_{12})^2 = (x_2 - x_1)^2 - c^2(t_2 - t_1)^2 \quad \text{e} \quad (s_{12})^2 = -c^2(\tau_{12})^2$$

O intervalo entre eles é dado por:

$$(\Delta s)^2 = (\Delta x)^2 - (c\Delta t)^2 = -c^2(\Delta \tau)^2$$

$$\text{onde } \Delta x = x_2 - x_1 \quad \text{e} \quad \Delta t = t_2 - t_1$$

Minkowski introduziu formalmente uma coordenada temporal, sendo $\vec{x} = (x_1, x_2, x_3)$ e $x_0 \equiv ct$.

Então:

Transf. Lorentz especial

$$\left\{ \begin{array}{l} x'_1 = \gamma(x_1 - \beta x_0) \\ x'_0 = \gamma(x_0 - \beta x_1) \end{array} \right. \quad \begin{array}{l} x'_2 = x_2 \\ x'_3 = x_3 \end{array}$$
$$x_4 \equiv ct \equiv ix_0$$

Assim, resumimos:

$$(\Delta s)^2 = (\Delta x_1)^2 + (\Delta x_2)^2 + (\Delta x_3)^2 + (\Delta x_4)^2$$

↳ expressão do quadrado da distância entre dois pontos num espaço-tempo quadidimensional com coordenadas (x_1, x_2, x_3, x_4) (geometria euclidiana).

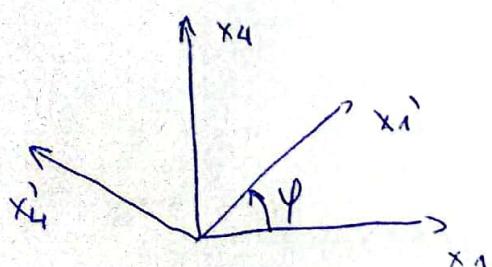
A contribuição do termo temporal de $(\Delta s)^2$ é negativa:

$(\Delta x_4)^2 = -(\Delta x_0)^2 \Rightarrow$ isso significa que o espaço-tempo tem métrica pseudo-euclidiana.

No caso em que $\Delta x_2 = \Delta x_3 = 0$, temos:

$$(\Delta s)^2 = (\Delta x_1)^2 - \underbrace{(\Delta x_0)^2}_{(\Delta x_4)^2}$$

↳ invariante para uma rotação de coordenadas no plano (x_1, x_4)



$$\left\{ \begin{array}{l} x_1' = x_1 \cos \varphi + x_4 \sin \varphi \\ x_4' = -x_1 \sin \varphi + x_4 \cos \varphi \end{array} \right.$$

TL como rotação.

Sabemos que x_1' deve ser real e x_4' é imaginária pura, então $\cos \varphi$ deve ser real e $\sin \varphi$ é imaginária.

Usando: $\cos(i\varphi) = \cosh \varphi$ e $\sin(i\varphi) = i \sinh \varphi$

Tomamos $\varphi = i\varphi \left\{ \begin{array}{l} \cos \varphi = \cosh \varphi \\ \sin \varphi = i \sinh \varphi \end{array} \right.$

Substituindo: $\left\{ \begin{array}{l} x_1' = x_1 \cosh \varphi + x_4 \sinh \varphi = x_1 \cosh \varphi - x_0 \sinh \varphi \\ x_4' = -x_1 i \sinh \varphi + x_4 \cosh \varphi \\ \hookrightarrow x_0' = x_1 \sinh \varphi + x_0 \cosh \varphi \end{array} \right.$

Se identificarmos a origem como O' ($x_1' = 0$) com $x_1 = Vt = \frac{V}{C} x_0 = \beta x_0$

escrevemos:

$$\left\{ \begin{array}{l} x_1' = 0 \Rightarrow x_1 \cosh \varphi = x_0 \sinh \varphi \\ \hookrightarrow \beta x_0 \cosh \varphi = x_0 \sinh \varphi \\ x_0' = \beta x_0 \sinh \varphi + x_0 \cosh \varphi \end{array} \right.$$

$$\tanh \varphi = \frac{\sinh \varphi}{\cosh \varphi} = \beta$$

Então: $\cosh \varphi = \frac{1}{\sqrt{1 - \tanh^2 \varphi}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \gamma \Rightarrow \sinh \varphi = \gamma \beta.$

As equações se resumem à:

$$\left\{ \begin{array}{l} x_1' = x_1 \gamma - x_0 \gamma \beta \Rightarrow x_1' = \gamma (x_1 - x_0 \beta) = \gamma (x_1 - vt) \\ x_0' = x_1 \gamma \beta + x_0 \gamma = \gamma (x_1 \frac{v}{c} + ct), \quad x_0' = ct' \\ \hookrightarrow t' = \gamma \left(t + x_1 \frac{v}{c^2} \right) \end{array} \right.$$

Semelhante à:

$$\left\{ \begin{array}{l} x' = \gamma (x - vt) \\ t' = \gamma \left(t - \frac{v}{c^2} x \right) \\ y' = y, \quad z' = z \end{array} \right.$$

A TL especial pode ser interpretada geometricamente como uma rotação por um ângulo imaginário no plano (x_1, x_4) no espaço-tempo.

É importante notar que a coordenada temporal preserva um caráter diferente das espaciais, descrito pelo sinal (-):

$$(\Delta x_4)^2 = - (\Delta x_0)^2 \text{ e pela unidade imaginária } x_4 = i x_0 \text{.}$$

Vantagem da interpretação geométrica de Minkowski:
permite escrever expressões de leis físicas de forma a garantir automaticamente a conservação pela transformações de Lorentz, ou seja, satisfazem automaticamente os princípios da relatividade.

Aísmo introduzimos o formalismo de vetores no espaço-tempo. Na física usamos vetores do espaço 3D nas leis físicas e é automaticamente satisfeita num sistema de coordenadas obtido por rotação de eixos pois os dois membros se transformam da mesma maneira (covariantes).

Poderemos definir um vetor dizendo que a lei de transformação das suas componentes numa rotação de eixos é a mesma que a das coordenadas (x_1, x_2, x_3) .

Essa definição se estende à de um quadivetor no espaço-tempo de Minkowski \Rightarrow 4 componentes se transformam numa rotação de eixos (em particular numa T.L.) da mesma forma que as coordenadas (x_1, x_2, x_3, x_4) (4^{a} componente é imaginária pura).

Exemplo: $x_\ell = (x_1, x_2, x_3, x_4)$, $\ell = 1, 2, 3, 4$ é um 4-vetor.

$d\mathbf{x}_\ell = (dx_1, dx_2, dx_3, dx_4)$ é um 4-vetor.

$$(cdt)^2 = ds^2 = (cdt)^2 - (dx)^2 = (cdt)^2 \cdot \left[1 - \underbrace{\left(\frac{dx}{cdt} \right)^2}_{v^2/c^2} \right]$$

\hookrightarrow é um invariante.

O mesmo vale para $d\tau = dt \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$

→ intervalo infinitesimal do tempo próprio no mov. de uma part.

Então: $\underline{\frac{m \cdot d\vec{x}_\alpha}{d\tau} = p_\alpha}$ é 4-vetor (mô invariante)

A parte espacial de p_α é: $m \frac{d\vec{x}}{d\tau} = \underline{\frac{m \vec{J}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}} = \vec{p}$ → momento relativista.

A parte temporal de p_α é: $p_4 = m \frac{dx_4}{d\tau} = \underline{i m c} = \underline{\frac{E}{c}}$ → energia c relati.

Então o vetor $p_\alpha = (\vec{p}, \frac{E}{c})$ é o quadri momento da partícula, e as leis de conservação de momento e de energia se unificam na conservação do quadri momento.

Da mesma forma que: $\sum_{\alpha=1}^4 (x_\alpha)^2 = x_1^2 + x_2^2 + x_3^2 + x_4^2$ é um invariante

A norma do 4-momento: $\sum_{\alpha=1}^4 (p_\alpha)^2 = \underline{\frac{p^2 - E^2}{c^2}}$ também é invariante
 $= -m^2 c^2$