

Relatividade - 11/04/16

Transformações de Lorentz

• lineares

• Coef. constantes

$$\begin{cases} p^\mu \rightarrow p'^\mu = \Lambda^\mu_\nu p^\nu \\ q^\mu \rightarrow q'^\mu = \Lambda^\mu_\nu q^\nu \end{cases}$$

$p \cdot q$  deve ser invariante

$$\begin{aligned} p \cdot q \rightarrow p' \cdot q' &= \eta_{\mu\nu} p'^\mu q'^\nu = \eta_{\mu\nu} \Lambda^\mu_\sigma p^\sigma \Lambda^\nu_\rho q^\rho \\ &\stackrel{!}{=} p \cdot q = \eta_{\sigma\rho} p^\sigma q^\rho \end{aligned}$$

$$\boxed{\eta_{\mu\nu} \Lambda^\mu_\sigma \Lambda^\nu_\rho = \eta_{\sigma\rho}} \text{ Definição de T.L.}$$

$$\Lambda^\mu_\sigma \eta_{\mu\nu} \Lambda^\nu_\rho = \eta_{\sigma\rho}$$

$$(\Lambda^\mu_\sigma)^T \eta_{\mu\nu} \Lambda^\nu_\rho = \eta_{\sigma\rho}$$

$$\boxed{\Lambda^T \eta \Lambda = \eta} \text{ Forma matricial}$$

$$\text{Simular a: } R^T \mathbb{1} R = \mathbb{1} \quad [SO(D)]$$

Mais em geral:

$$g'(x') = (S^{-1})^T g(x) S^{-1}$$

$R, \Lambda$  são as  $S^{-1}$  que preservam:  $\mathbb{1}, \eta$ .

Algebra  $\rightarrow$  transformações infinitesimais & geradores

$$\Lambda^\mu_\sigma \approx \delta^\mu_\sigma + \varphi K^\mu_\sigma + \mathcal{O}(\varphi^2)$$

$\swarrow$  parâmetro       $\searrow$  gerador

$$\eta_{\rho\mu} \eta^{\mu\nu} = \delta^\nu_\rho$$

(Lembre:  $R \approx \mathbb{1} + \theta J + \mathcal{O}(\theta^2)$ )

$$\eta_{\mu\nu} \Lambda^\mu_\sigma \Lambda^\nu_\rho = \eta_{\sigma\rho}$$

$$\eta_{\mu\nu} (\delta^\mu_\sigma + \varphi K^\mu_\sigma) (\delta^\nu_\rho + \varphi K^\nu_\rho) = \eta_{\sigma\rho}$$

$$K^\mu_\sigma \eta_{\mu\rho} + \eta_{\sigma\nu} K^\nu_\rho = 0$$

$$\boxed{K^T \eta = -\eta K}$$

$$K_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} K_{00} & K_{01} & K_{02} & K_{03} \\ K_{10} & K_{11} & K_{12} & K_{13} \\ K_{20} & K_{21} & K_{22} & K_{23} \\ K_{30} & K_{31} & K_{32} & K_{33} \end{pmatrix}$$

$$\eta_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

2 Direções espaciais  $\mu, \nu = 0, 1, 2, 3$   
 tempo espaço

$$\begin{pmatrix} K_{22} & K_{32} \\ K_{23} & K_{33} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} = - \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} K_{22} & K_{23} \\ K_{32} & K_{33} \end{pmatrix} \quad \text{antisimétrico}$$

$$K_{22} = -K_{22} \rightarrow K_{22} = 0 \quad K_{32} = -K_{23} \Rightarrow J = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{pmatrix}$$

$$K_{33} = -K_{33} \rightarrow K_{33} = 0$$

Rotações!

↑ tempo + espaço

$$\begin{pmatrix} K_{00} & K_{10} \\ K_{01} & K_{11} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} -1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} = - \begin{pmatrix} -1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} K_{00} & K_{01} \\ K_{10} & K_{11} \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} -K_{00} & K_{10} \\ -K_{01} & K_{11} \end{pmatrix} = - \begin{pmatrix} -K_{00} & -K_{01} \\ K_{10} & K_{11} \end{pmatrix} \Rightarrow \boxed{K = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}}$$

Boost ← Simétrica

Transformações - finitas

$\varphi = \frac{\Phi}{N}$  ← finito

$N$  ← grande

Infinitesimal

$$\Lambda(\varphi) \approx 1 + \varphi K = 1 + \frac{\Phi}{N} K$$

$$\Lambda(\Phi) = \left[ \Lambda(\varphi) \right]^N \rightarrow e^{\Phi K}$$

$$= \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\Phi^m K^m}{m!} = \left( \sum_{k=0}^{\infty} \frac{\Phi^{2k}}{(2k)!} \right) + K \left( \sum_{k=0}^{\infty} \frac{\Phi^{2k+1}}{(2k+1)!} \right)$$

fixado (0,1)

$$= \text{ch } \Phi + K \text{sh } \Phi = \begin{pmatrix} \text{ch } \Phi & \text{sh } \Phi \\ \text{sh } \Phi & \text{ch } \Phi \end{pmatrix}$$

Lorentz é um grupo:

1) Composição

$$\left. \begin{aligned} x^\mu &\rightarrow \Lambda^\mu_\nu x^\nu = x'^\mu \\ x'^\mu &\rightarrow x''^\mu = \bar{\Lambda}^\mu_\nu x'^\nu \end{aligned} \right\}$$

$$x''^\mu = \bar{\Lambda}^\mu_\nu \Lambda^\nu_\rho x^\rho$$

$\bar{\Lambda}^\mu_\rho$  que é uma t.l

$$2) (\det \Lambda)^2 = 1$$

$$\rightarrow \det \Lambda = \pm 1 \neq 0$$

$$\exists \text{ inversa } (\Lambda^{-1})^\rho{}_\nu = \Lambda_\nu{}^\rho$$

$$3) \exists \text{ identidade } \underline{\Lambda = 1}$$

$\therefore$  Escolhamos:

$$a) \boxed{\det \Lambda = +1} \rightarrow \text{Transformação de Lorentz Própria}$$

$$b) \eta_{\mu\nu} \Lambda^\mu{}_\rho \Lambda^\nu{}_\sigma = \eta_{\rho\sigma}$$

$$(\Lambda^0{}_0)^2 = 1 + \Lambda^i{}_0 \Lambda^i{}_0 \rightarrow \Lambda^0{}_0 = \pm 1$$

$$\boxed{\Lambda^0{}_0 = +1} \quad \text{T.L. Ortocrônica}$$

$SO(D)$ : Deixa invariante  $d\vec{x}^2 = \sum_{i=1}^D (dx_i)^2$

$$ds^2 = -\sum_{i=1}^m (dx_i)^2 + \sum_{i=m+1}^M (dx_i)^2$$

$$\hookrightarrow SO(m, m)$$

$$\underline{\text{Lorentz}}: \boxed{SO(1, 3)} \text{ (ou } SO(3, 1) \text{ convencionado)}$$

$$\Lambda = 1 + i\theta^{\mu\nu} J_{\mu\nu} + \mathcal{O}(\theta^2) \rightarrow \text{geral}$$

Algebra:  $SO(1, D)$

$$[J_{\mu\nu}, J_{\rho\sigma}] = i(\eta_{\mu\rho} J_{\nu\sigma} + \eta_{\nu\sigma} J_{\mu\rho} - \eta_{\nu\rho} J_{\mu\sigma} - \eta_{\mu\sigma} J_{\nu\rho})$$

$$J_{\mu\nu} J_{\rho\sigma} - J_{\rho\sigma} J_{\mu\nu}$$

("a algebra fecha")  
a diferença de duas operações é operação na algebra.

D=3  $SO(1, 3)$

1t+1e:  $J_{0i} \equiv K_i$  (3) boosts  $i=(1, 2, 3)$  ou  $(x, y, z)$

2e:  $J_{jk} \equiv \frac{1}{2}\epsilon_{ijk} J_{jk} \equiv J_i$  (3) rotações

$\Rightarrow$  o grupo de Lorentz tem 6 geradores

Por exemplo:

$$[J_x, J_y] = [J_{23}, J_{31}] = -i\eta_{33} J_{21} = iJ_{12} = iJ_z$$

$$[J_z, K_x] = [J_{12}, J_{01}] = -i\eta_{11} J_{20} = iK_y$$

$$[K_x, K_y] = [J_{01}, J_{02}] = i\eta_{00} J_{12} = -iJ_z$$

+ 4 translações

$P_\mu$   $\begin{cases} P_0 = H \\ P_i \text{ momento linear} \end{cases}$

3 boosts +  
3 rotações +  
4 translações

Nota:  $R = \begin{pmatrix} \cos \theta & \sin \theta \\ -\sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix}$      $K = \begin{pmatrix} \text{Ch } \varphi & \text{Sh } \varphi \\ \text{Sh } \varphi & \text{Ch } \varphi \end{pmatrix}$

rotação de Wick    Espaço-tempo  $(t = x^0, x^1)$  → Espaço puro  $(x^2, x^1)$   
 $\int t = x^0 = i x^2$   
 $\int \varphi = i \theta$

$$\text{Ch } \varphi = \frac{e^{\varphi} + e^{-\varphi}}{2} \rightarrow \frac{e^{i\theta} + e^{-i\theta}}{2} = \cos \theta$$

$$\text{Sh } \varphi = \frac{e^{\varphi} - e^{-\varphi}}{2} \rightarrow \frac{e^{i\theta} - e^{-i\theta}}{2} = i \sin \theta$$

$$\begin{pmatrix} t' \\ x' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \text{Ch } \varphi & \text{Sh } \varphi \\ \text{Sh } \varphi & \text{Ch } \varphi \end{pmatrix} \begin{pmatrix} t \\ x \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} i x_2' \\ x_1' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos \theta & i \sin \theta \\ i \sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix} \begin{pmatrix} i x_2 \\ x_1 \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} x_2' \\ x_1' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos \theta & \sin \theta \\ -\sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x_2 \\ x_1 \end{pmatrix}$$

$$\text{SO}(1,1) \rightarrow \text{SO}(2)$$

$$ds^2 = -dt^2 + d\vec{x}^2$$

$$t \rightarrow iy$$

$$= dy^2 + d\vec{x}^2$$

Lorentz



Euclid.

Ação para uma partícula não-relativística

$$S_{NR} = \int dt L = \int dt \left( \frac{m}{2} \left( \frac{d\vec{x}}{dt} \right)^2 - V(\vec{x}) \right)$$

Por enquanto:  $V(\vec{x}) = 0$

Generalização relativística?

$$\sqrt{a^2 - \epsilon^2} \underset{\epsilon \ll a}{\approx} a - \frac{\epsilon^2}{2a} + \dots \rightarrow \frac{\epsilon^2}{2a} = a - \sqrt{a^2 - \epsilon^2}$$

Por motivos dimensionais  $\rightarrow$  precisamos introduzir  $c$ .

$$\frac{(d\vec{x})^2}{2dt} = c \frac{(d\vec{x})^2}{2cdt} \quad \begin{array}{l} \epsilon \leftrightarrow dx \\ a \leftrightarrow cdt \end{array} \quad \begin{array}{l} \text{Não relativ.} \\ \epsilon \ll a \end{array}$$

$$= c \left( cdt - \underbrace{\sqrt{c^2 dt^2 - d\vec{x}^2}}_{\text{tempo próprio!}} + \dots \right)$$

Proposta:  $S = -mc \int \sqrt{c^2 dt^2 - d\vec{x}^2} + mc^2 \int dt$

$\delta t_i = \delta t_f = 0$

$$S_{hel.} = -mc^2 \int dt \sqrt{1 - \left( \frac{d\vec{x}}{cdt} \right)^2}$$

inv. Lorentz  $\oplus$   
inv. reparametrização

Teste: limite N.R.

$$S_{rel} \approx -mc^2 \int dt \left( 1 - \frac{1}{2} \left( \frac{d\vec{x}}{cdt} \right)^2 + \dots \right)$$

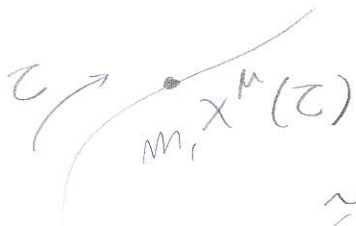
$$= \underbrace{-mc^2}_{\text{"alguma" energia}} \int dt + \frac{m}{2} \int dt \left( \frac{d\vec{x}}{dt} \right)^2 + \dots \quad \checkmark$$

Que tal  $m=0$ ? ( $c=1$ )

Sem dinâmica

$$S_{rel} = 0$$

→ Vamos introduzir um objeto auxiliar  $e(\tau)$  métrica ao longo da linha de mundo



$$\tilde{S}_{rel} = \frac{1}{2} \int d\tau (e^{-1} \dot{x}^2 - m^2 e)$$

$$\hookrightarrow \dot{x}^2 = \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \frac{dx^\nu}{d\tau}$$

[e não tem 2 derivadas temporais]  
(Sem dinâmica)

eqs. do movimento de  $e(\tau)$ : (algebraica, não diferencial)

$$\frac{d}{d\tau} \left( \frac{\delta L}{\delta \dot{e}} \right) = \frac{\delta L}{\delta e} \rightarrow m^2 e^2 + \dot{x}^2 = 0$$
$$e^2 = -\frac{\dot{x}^2}{m^2}$$

$$\tilde{S}_{rel} = \frac{1}{2} \int d\tau (e^{-1} \dot{x}^2 - m^2 e)$$

$$= \frac{1}{2} \int d\tau \left( \sqrt{-\frac{m^2}{\dot{x}^2}} \dot{x}^2 - m^2 \sqrt{-\frac{\dot{x}^2}{m^2}} \right)$$

$$= -m \int d\tau \sqrt{-\dot{x}^2} = -m \int d\tau \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \frac{dx^\nu}{d\tau}}$$

$$= -m \int \sqrt{-\eta_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu} = -m \int \sqrt{dt^2 - d\vec{x}^2} = S_{rel}$$

$S_{rel}$  e  $\tilde{S}_{rel}$  são equivalentes na "camada de massa" de  $e$

↳ Usando as eqs do mov. de  $e$  (on-shell) ?