

Aula 3: O espaçotempo da relatividade restrita

Diagramas espaçotempo; quadrivetores

A C Tort¹

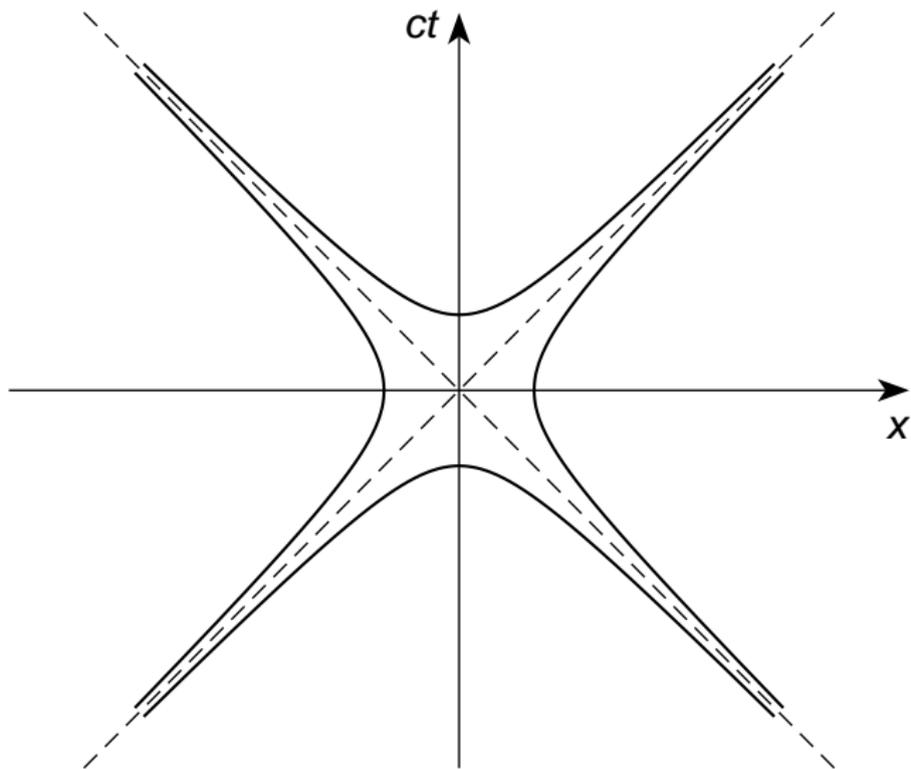
¹Departamento de Física Teórica
Instituto Física – Universidade Federal do Rio de Janeiro

23 de Março de 2010

O espaçotempo de Minkowski

As transformações de Lorentz (redescobertas por Einstein) mostram que o tempo deve ser tratado como uma coordenada ordinária. Isto permite imaginar uma fusão do espaço e do tempo em uma única entidade: o espaçotempo. Foi Hermann Minkowski, antigo professor de Einstein na ETH, quem introduziu e desenvolveu matematicamente o conceito em um ensaio de 1908. A citação abaixo é famosa.

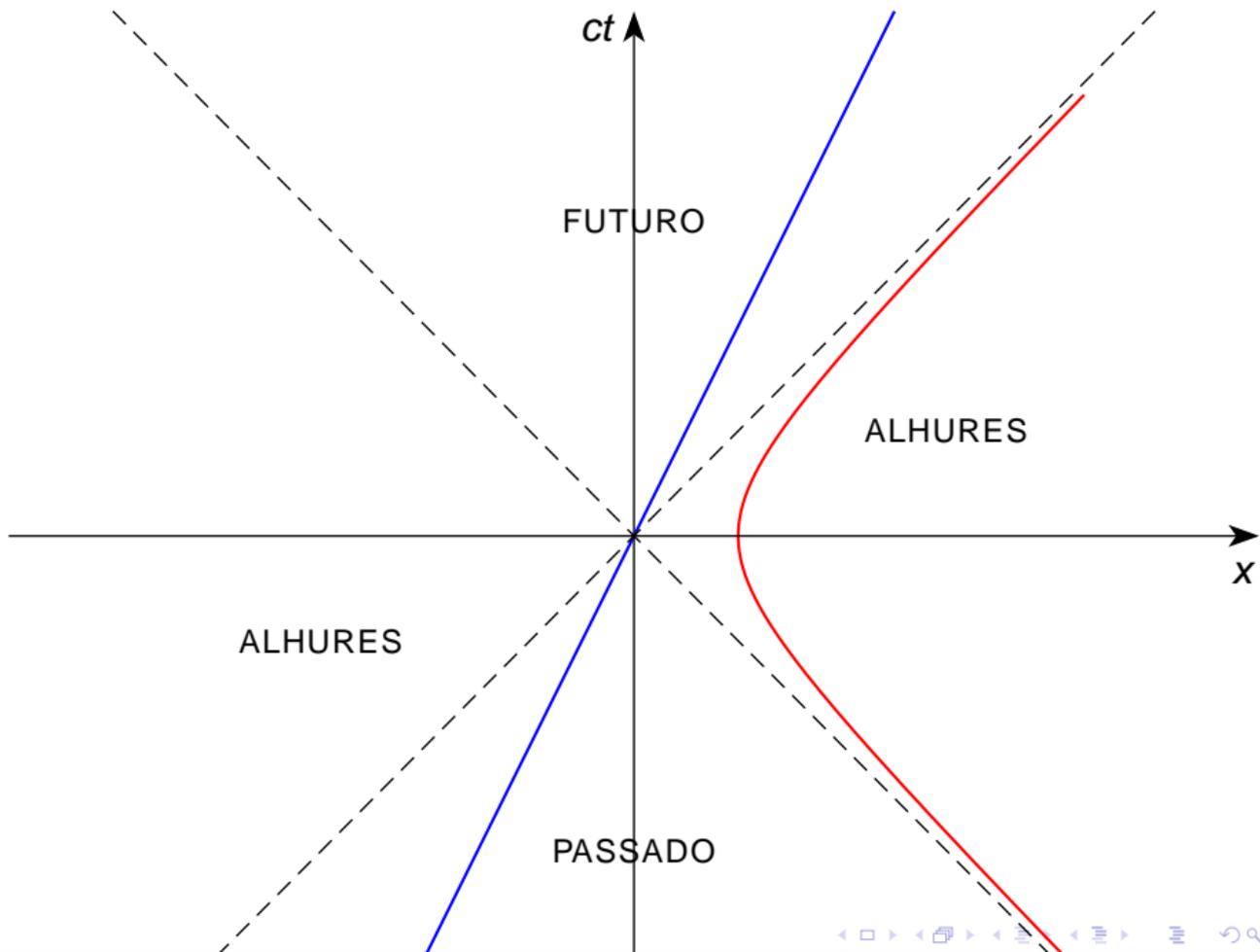
As visões de espaço e de tempo que quero apresentar-lhes brotaram do solo da física experimental, e nisto reside sua força. Elas são radicais. Doravante, o espaço em si mesmo e o tempo em si mesmo estão condenados a esmaecer transformando-se em simples sombras e somente uma espécie de união dos dois perseverará uma realidade independente.



Invariante de Lorentz fundamental:

$$(ds)^2 = -c^2 (dt)^2 + (dx)^2 + (dy)^2 + (dz)^2. \quad (1)$$

O invariante $(ds)^2$, pode ser negativo, nulo ou positivo. **tipo tempo** se $(ds)^2 < 0$, **tipo luz** se $(ds)^2 = 0$, e **tipo espaço** se $(ds)^2 > 0$. Uma trajetória no diagrama espaçotempo é chamada **linha de universo** ou **linha de mundo**.



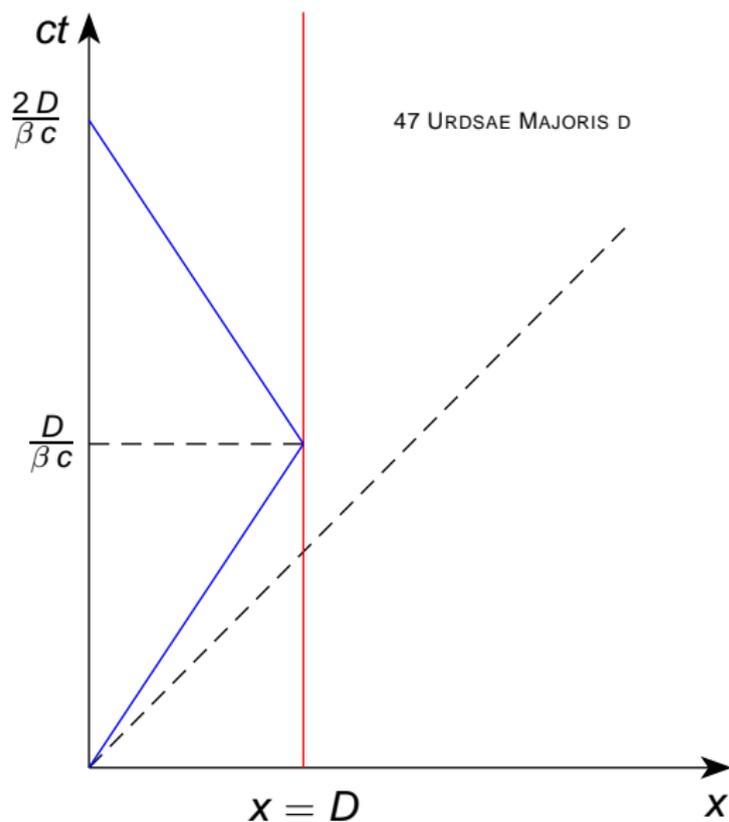
A duração medida por um relógio que se move ao longo da linha de universo é definido por:

$$(d\tau)^2 := -\frac{(ds)^2}{c^2}. \quad (2)$$

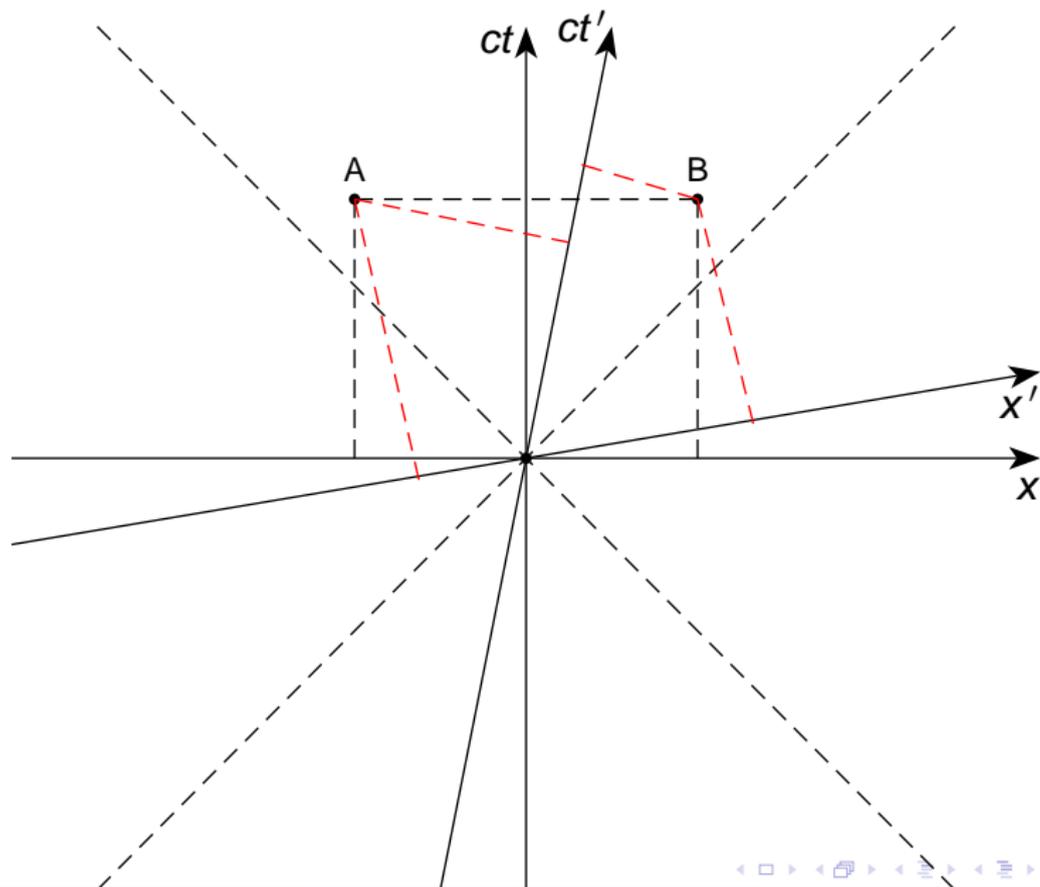
Este é o **tempo próprio** e, por construção, é um invariante de Lorentz.

O tempo próprio é sempre menor do que o intervalo de tempo coordenado dt .

Paradoxo dos gêmeos



Simultaneidade



Quadrivetores

os quadrivetores unitários se escrevem:

$$\mathbf{e}_0 = (1, 0, 0, 0), \quad (3)$$

$$\mathbf{e}_1 = (0, 1, 0, 0), \quad (4)$$

$$\mathbf{e}_2 = (0, 0, 1, 0), \quad (5)$$

$$\mathbf{e}_3 = (0, 0, 0, 1). \quad (6)$$

(7)

Um quadrivetor \mathbf{a} pode ser expresso como:

$$\mathbf{a} = a^t \mathbf{e}_t + a^x \mathbf{e}_x + a^y \mathbf{e}_y + a^z \mathbf{e}_z, \quad (8)$$

ou de forma equivalente:

$$\mathbf{a} = a^0 \mathbf{e}_0 + a^1 \mathbf{e}_1 + a^2 \mathbf{e}_2 + a^3 \mathbf{e}_3 = \sum_{\alpha=0}^3 a^\alpha \mathbf{e}_\alpha. \quad (9)$$

A convenção de Einstein:

$$\sum_{\alpha=1}^3 a^{\alpha} \mathbf{e}_{\alpha} \equiv a^{\alpha} \mathbf{e}_{\alpha}; \quad (10)$$

logo, podemos escrever:

$$\mathbf{a} = a^{\alpha} \mathbf{e}_{\alpha}. \quad (11)$$

Há formas alternativas muito comuns de representar quadrivetores:

$$a^{\alpha} = (a^t, a^x, a^y, a^z); \quad a^{\alpha} = (a^0, a^j); \quad a^{\alpha} = (a^0, \vec{a}), \quad (12)$$

Exemplos

O quadrivetor de posição em relação a um sistema inercial é definido por:

$$\mathbf{x} = x^0 \mathbf{e}_0 + x^1 \mathbf{e}_1 + x^2 \mathbf{e}_2 + x^3 \mathbf{e}_3,$$

onde $x^0 := ct$. Ou ainda:

$$x^\alpha = (x^0, \vec{x}).$$

A separação entre dois eventos A e B no espaçotempo é definida por:

$$\Delta \mathbf{x} = \mathbf{x}_B - \mathbf{x}_A,$$

ou:

$$\Delta x^\alpha = x_B^\alpha - x_A^\alpha.$$

(Esta última equação equivale a quatro equações.)

A característica marcante dos quadrivetores é o seu **produto escalar** que é definido por:

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} := -a^0 b^0 + a^1 b^1 + a^2 b^2 + a^3 b^3. \quad (13)$$

O produto escalar tem as propriedades usuais:

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = \mathbf{b} \cdot \mathbf{a}; \quad (14)$$

$$\mathbf{a} \cdot (\mathbf{b} + \mathbf{c}) = \mathbf{a} \cdot \mathbf{b} + \mathbf{a} \cdot \mathbf{c}; \quad (15)$$

$$(\lambda \mathbf{a}) \cdot \mathbf{b} = \lambda (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}). \quad (16)$$

Com as propriedades do produto escalar podemos escrever (soma dupla implícita):

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = (a^\alpha \mathbf{e}_\alpha) \cdot (b^\beta \mathbf{e}_\beta) = (\mathbf{e}_\alpha \cdot \mathbf{e}_\beta) a^\alpha b^\beta, \quad (17)$$

Definindo:

$$\eta_{\alpha\beta} := \mathbf{e}_\alpha \cdot \mathbf{e}_\beta, \quad (18)$$

escrevemos:

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = \eta_{\alpha\beta} a^\alpha b^\beta. \quad (19)$$

A soma dupla pode ser desenvolvida e o resultado é:

$$\begin{aligned} \mathbf{a} \cdot \mathbf{b} &= \eta_{00} \mathbf{a}^0 \mathbf{b}^0 + \eta_{01} \mathbf{a}^0 \mathbf{b}^1 + \eta_{02} \mathbf{a}^0 \mathbf{b}^2 + \eta_{03} \mathbf{a}^0 \mathbf{b}^3 \\ &+ \eta_{10} \mathbf{a}^1 \mathbf{b}^0 + \eta_{11} \mathbf{a}^1 \mathbf{b}^1 + \eta_{12} \mathbf{a}^1 \mathbf{b}^2 + \eta_{13} \mathbf{a}^1 \mathbf{b}^3 \\ &+ \eta_{20} \mathbf{a}^2 \mathbf{b}^0 + \eta_{21} \mathbf{a}^2 \mathbf{b}^1 + \eta_{22} \mathbf{a}^2 \mathbf{b}^2 + \eta_{23} \mathbf{a}^2 \mathbf{b}^3 \\ &+ \eta_{30} \mathbf{a}^3 \mathbf{b}^0 + \eta_{31} \mathbf{a}^3 \mathbf{b}^1 + \eta_{32} \mathbf{a}^3 \mathbf{b}^2 + \eta_{33} \mathbf{a}^3 \mathbf{b}^3. \end{aligned} \quad (20)$$

Mas (o PE é comutativo!)

$$\eta_{\alpha\beta} = \eta_{\beta\alpha}. \quad (21)$$

e como:

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} := -\mathbf{a}^0 \mathbf{b}^0 + \mathbf{a}^1 \mathbf{b}^1 + \mathbf{a}^2 \mathbf{b}^2 + \mathbf{a}^3 \mathbf{b}^3. \quad (22)$$

Todos os coeficientes $\eta_{\alpha\beta}$ devem ser nulos, exceto os coeficientes para os quais $\alpha = \beta$. Segue também da definição do produto escalar que: $\eta_{00} = -1$, $\eta_{11} = 1$, $\eta_{22} = 1$, e $\eta_{33} = 1$.

$$\eta = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (23)$$

Frente às transformações de Lorentz na direção do eixo x que vimos anteriormente, um quadrivetor deve transformar-se como o quadrivetor de posição x^α , isto é:

$$a'^0 = \gamma a^0 - \gamma\beta a^1 \quad (24)$$

$$a'^1 = -\gamma\beta a^0 + \gamma a^1 \quad (25)$$

$$a'^2 = a^2 \quad (26)$$

$$a'^3 = a^3 \quad (27)$$

$$(28)$$

A quadrivelocidade

Como na geometria euclidiana, convém descrever a curva no espaço quadridimensional por meio de uma representação paramétrica bem definida. Neste caso, a curva fica descrita por:

$$x^\alpha = x^\alpha(\sigma), \quad (29)$$

onde σ é um parâmetro conveniente. Muitas são as possibilidades de escolha do parâmetro, mas uma delas é a natural: o tempo próprio τ que relaciona-se com a distância percorrida pela partícula ao longo da sua linha de universo medida a partir de um ponto de referência. Neste caso, a representação paramétrica da linha de mundo se escreve:

$$x^\alpha = x^\alpha(\tau). \quad (30)$$

O parâmetro τ pode ser medido com um relógio que viaja com a partícula.

A quadrivelocidade é definida por:

$$\mathbf{u} := \frac{d\mathbf{x}}{d\tau}, \quad (31)$$

ou em termos das componentes:

$$u^\alpha = \frac{dx^\alpha}{d\tau}. \quad (32)$$

As quatro componentes da quadrivelocidade se escrevem:

$$u^0 = \frac{dx^0}{d\tau} = c \frac{dt}{d\tau} = \gamma c, \quad (33)$$

$$u^1 = \frac{dx^1}{d\tau} = \frac{dt}{d\tau} \frac{dx^1}{dt} = \gamma v^1 = \gamma v_x, \quad (34)$$

$$u^2 = \frac{dx^2}{d\tau} = \frac{dt}{d\tau} \frac{dx^2}{dt} = \gamma v^2 = \gamma v_y, \quad (35)$$

$$u^3 = \frac{dx^3}{d\tau} = \frac{dt}{d\tau} \frac{dx^3}{dt} = \gamma v^3 = \gamma v_z, \quad (36)$$

$$(37)$$

ou ainda:

$$\mathbf{u} = (\gamma c, \gamma \vec{v}). \quad (38)$$

A quadrivelocidade satisfaz à relação:

$$\mathbf{u} \cdot \mathbf{u} = -c^2. \quad (39)$$

Fim da aula 3