



Eletromagnetismo II

Aula 23

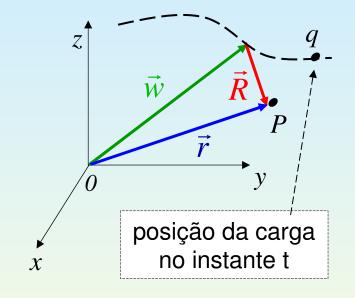
Professor Alvaro Vannucci

Na última aula vimos...

 Potenciais de Lienard-Wiechert para cargas pontuais, com movimento qualquer.

$$\frac{\varphi(\vec{r},t) = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{q}{R\left(1 - \frac{\hat{e}_R \cdot \vec{v}}{c}\right)}$$

$$|\vec{A}(\vec{r},t)| = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{q\vec{v}}{R\left(1 - \frac{\hat{e}_R \cdot \vec{v}}{c}\right)} = \frac{\vec{v}}{c^2} \varphi(\vec{r},t)$$



$$\left| \vec{E}(\vec{r},t) = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{R}{(\vec{R} \cdot \vec{u})^3} \left[(c^2 - v^2) \vec{u} + \vec{R} \times (\vec{u} \times \vec{a}) \right] \right|$$

$$\vec{u} = \frac{c\vec{R}}{R} - \vec{v}$$

$$\vec{B}(\vec{r},t) = -\frac{1}{c} \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{(\vec{R} \cdot \vec{u})^3} \vec{R} \times \left[(c^2 - v^2) \vec{v} + \vec{v} (\vec{R} \cdot \vec{a}) + \vec{a} (\vec{R} \cdot \vec{u}) \right]$$

• E como: $(esc.)(\vec{R} \times \vec{v}) = (esc.)\vec{R} \times (-\vec{u}) \rightarrow \text{pude trocar: } \vec{v} \leftrightarrow -\vec{u}$

• Desta forma, vimos que: $\vec{B} = \frac{1}{c} \frac{\vec{R}}{R} \times \vec{E}$

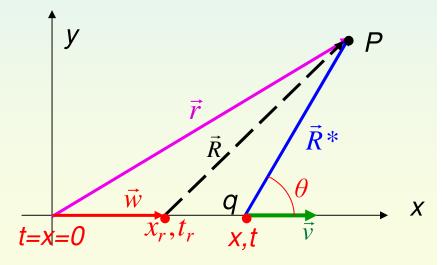
No caso de M.R.U.:

$$\oint \varphi(\vec{r},t) = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{qc}{\sqrt{(c^2t - \vec{r} \cdot \vec{v}) + (c^2 - v^2)(r^2 - c^2t^2)}}$$

$$\left| \vec{A}(\vec{r},t) = \frac{\vec{v}}{c^2} \, \boldsymbol{\varphi}(\vec{r},t) \right|$$

E mais interessante ainda:

$$\varphi(\vec{r},t) = \frac{1}{4\pi \varepsilon_0} \frac{q}{R^* \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2} \sin \theta}}$$



- Mas, no <u>caso específico</u> de <u>carga em M.R.U</u>: $\vec{v} = cte \ (\Rightarrow \vec{a} = 0)$

$$\vec{E}(a=0) = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{\left(c^2 - v^2\right)}{\left(\vec{R} \cdot \vec{u}\right)^3} R \vec{u}$$

• Da expressão de
$$\vec{E}$$
:
$$\begin{cases} \vec{E} = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{R}{\left(\vec{R} \cdot \vec{u}\right)^3} \left[(c^2 - v^2) \vec{u} + \vec{R} \times (\vec{u} \times \vec{a}) \right] \end{cases}$$
• Mas, note que o termo: $R\vec{u} = R\vec{v} \cdot \frac{c\vec{R}}{R} - R\vec{v}$;
$$\begin{cases} \vec{R} = \vec{r} - \vec{v}t_r' \\ R = c(t - t_r) \end{cases}$$

- Assim: $R\vec{u} = c\vec{r} c\vec{v}t_r c\vec{v}t + c\vec{v}t_r \implies R\vec{u} = c(\vec{r} \vec{v}t)$ para M.R.U.
- Agora, quero substituir o produto $\vec{R} \cdot \vec{u}$, observando (dos *potenciais de Lienard-Wiechert*) que o termo:

$$R\left(1 - \frac{\hat{e}_R \cdot \vec{v}}{c}\right) = R - \frac{\vec{R} \cdot \vec{v}}{c} = \frac{1}{c} \left(cR - \vec{R} \cdot \vec{v}\right) = \frac{1}{c} \left(\vec{R} \cdot \vec{u}\right);$$

$$= \frac{\vec{R}}{R} \qquad \text{já que } \vec{u} = \frac{c\vec{R}}{R} - \vec{v} \text{ e } \vec{R} \cdot \vec{u} = \vec{R} \cdot \frac{c\vec{R}}{R} - \vec{R} \cdot \vec{v}$$

 Por outro lado, como visto na aula passada, para uma carga com velocidade constante:

posição presente ao ponto P

$$R\left(1 - \frac{\hat{e}_R \cdot \vec{v}}{c}\right) = \frac{1}{c} \sqrt{\left(c^2 t - \vec{r} \cdot \vec{v}\right)^2 + \left(c^2 - v^2\right)\left(r^2 - c^2 t^2\right)} = R^* \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2} \sin^2 \theta}$$
exercício da 7ª lista

De forma que, substituindo na eq. de $\vec{E}(a=0) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{\left(c^2 - v^2\right)}{\left(\vec{R} \cdot \vec{u}\right)^3} R \vec{u}$

$$\vec{E}(\vec{r},t) = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{c^2 - v^2}{c^{32}R^{*3} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\sin^2\theta\right)^{3/2}} \not c \underbrace{(\vec{r} - \vec{v}t)}_{=\vec{R}^*}$$

escrita em termos do tempo e posição presentes!

versor na -* direção de R

• Colocando
$$c^2$$
 em evidência:
$$\vec{E}(\vec{r},t) = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{R^{*2}} \frac{1 - \frac{v^2}{c^2}}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2} \sin^2 \theta\right)^{3/2}} \frac{\vec{R}^*}{R^*}$$

- Ou seja, <u>E</u> aponta na direção do <u>ponto P</u> em termos do <u>Vetor</u> <u>"posição presente"</u> da carga, o que é um resultado interessante já que o "<u>sinal</u>" em <u>P</u>, no <u>tempo</u> <u>t</u>, vem da <u>posição retardada!</u>
- Note agora que, para pontos P situados <u>na direção do movimento</u> (θ=0º):

$$E_{//} = \left(\frac{q}{4\pi\varepsilon_0 R^{*2}}\right) \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)$$
resultado estático (carga em repouso)

$$|\vec{E}| = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{R^{*2}} \cdot \frac{1 - v^2/c^2}{1 - \frac{v^2}{c^2} \sin^2 \theta}$$

• Ou seja, a *intensidade* ($|\vec{E}|$) para pontos <u>na direção de</u> <u>movimento</u> diminui <u>em relação à situação de repouso</u>, pelo fator

$$1 - \frac{v^2}{c^2} \Rightarrow \text{ no limite } \mathbf{v} \rightarrow \mathbf{c} \Rightarrow \mathbf{E}_{\parallel} \rightarrow \mathbf{0} \; !$$

• Por outro lado, para pontos na direção \perp ao movimento da carga ($\theta = \pi/2$), a intensidade do campo será:

$$E_{\perp} \alpha \frac{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{2}{2}}}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{3}{2}}} = \frac{1}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{1}{2}}} > 1 \quad \begin{cases} |\vec{E}| = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0 R^{*2}} \frac{1 - \frac{v^2}{c^2}}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\sin^2\theta\right)^{\frac{3}{2}}} \end{cases}$$

sempre! para qualquer v!

Concluindo: há então uma <u>tendência</u> <u>das linhas de campo</u>
 <u>elétrico</u> <u>concentrarem-se</u> na direção ⊥ ao movimento da carga
 (com velocidade constante).

• O campo $\vec{B}(a=0)$, por outro lado:

$$\vec{B} = \frac{1}{c} \frac{\vec{R}}{R} \times \vec{E}$$

posição retardada ⇒ quero escrever na *posição presente*

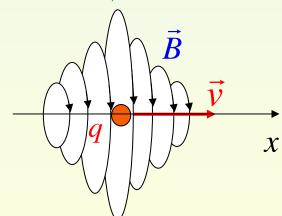
• Como:
$$\frac{\vec{R}}{R} = \frac{\vec{r} - \vec{v} t_r}{R} = \frac{1}{R} \left(\frac{\vec{r} - \vec{v} t}{\vec{r} - \vec{v} t} + \vec{v} (t - t_r) \right) \Rightarrow \frac{\vec{r}}{\vec{k}} \left(\frac{\vec{r} - \vec{v} t}{\vec{k}} + \vec{v} (t - t_r) \right)$$

• Então:
$$\left\{ \vec{B} = \frac{1}{c} \frac{\vec{R}}{R} \times \vec{E} \right\}$$
 $\Rightarrow \frac{\vec{R}}{R} = \frac{\vec{R}^*}{R} + \frac{\vec{v}}{c}$ $\vec{E}(\vec{r},t) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0 R^{*2}} \frac{1 - \frac{v^2}{c^2}}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2} \sin^2 \theta\right)^{\frac{3}{2}}} \frac{\vec{R}^*}{R^*}$

$$\vec{B}(\vec{r},t) = \frac{1}{c} \left(\frac{\vec{R}^*}{R} \times \vec{E} + \frac{\vec{v}}{c} \times \vec{E} \right) \Rightarrow \vec{B}(\vec{r},t) = \frac{1}{c^2} (\vec{v} \times \vec{E})$$
 para q pontual, \vec{v} cte (MRU)

- Ou seja, as <u>linhas de força</u> de \hat{B} <u>têm direção</u> de \hat{e}_{ϕ} (Verifiquem!)
- Note ainda que a <u>intensidade do campo</u> diminui em pontos que se encontram ao longo da direção de movimento.

(dependência com $\sin^2 \theta$)



 Vamos calcular agora a <u>Potência Irradiada</u> por <u>carga pontual</u>, com <u>trajetória qualquer</u>:

$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0 c} \left[\vec{E} \times \left(\frac{\vec{R}}{R} \times \vec{E} \right) \right] = \left\{ \vec{B} \left(\vec{A} \cdot \vec{C} \right) - \vec{C} \left(\vec{A} \cdot \vec{B} \right) \right\} = \frac{1}{\mu_0 c} \left[\frac{\vec{R}}{R} \underbrace{\left(\vec{E} \cdot \vec{E} \right)}_{=E^2} - \vec{E} \left(\vec{E} \cdot \frac{\vec{R}}{R} \right) \right]$$

- No entanto, como já discutimos, <u>não é toda energia associada</u> <u>aos campos que constituirá os "Campos de Radiação"</u>; <u>uma parte</u> <u>representa o campo que acompanha a carga</u> enquanto ela se move.
- Ou seja, a energia irradiada é aquela que efetivamente propaga-se para o infinito.
- Vamos então calcular a <u>Potência Irradiada</u> pela carga, <u>no instante</u> t_r , considerando <u>casca esférica imaginária</u>, de <u>raio</u> R (<u>centrada na posição retardada</u>) e esperar $\Delta t = t t_r = \frac{R}{C}$ para <u>calcular o fluxo</u> de \vec{s} , no instante t, através da casca esférica.

- Agora, como *elemento de área dA \propto R^2 \Rightarrow* somente os termos de $\vec{S} \propto \frac{1}{R^2}$ é que "sobrevivem" quando faço $R \to \infty$.
- Isto significa, nas <u>expressões gerais</u> de \vec{E} e \vec{B} , que <u>somente o</u> <u>termo que envolve aceleração</u> constituirá a Parte de Radiação!

$$\left\{ \vec{E}(\vec{r},t) = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{R}{\left(\vec{R}\cdot\vec{u}\right)^3} \left[\left(c^2 - v^2\right)\vec{u} + \vec{R}\times(\vec{u}\times\vec{a}) \right] \right\} ; \left\{ \vec{B} = \frac{1}{c}\frac{\vec{R}}{R}\times\vec{E} \right\}$$

• Isto porque $|\vec{u} = \frac{c\vec{R}}{R} - \vec{v}|$ não depende de R (módulo) \Rightarrow

$$\Rightarrow \vec{E} \propto \frac{\cancel{R}}{R^{3/2}} [t_1(\vec{v}) e t_2(R,a)]$$

Por isso, carga com v cte (a=0) não irradia!

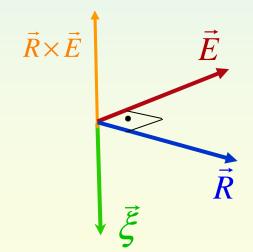
• Assim:
$$\vec{E}_{rad} = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{R}{\left(\vec{R} \cdot \vec{u}\right)^3} \left[\vec{R} \times (\vec{u} \times \vec{a})\right]$$
 para carga pontual acelerada, com trajetória qualquer!

• Agora, como $\vec{E}_{rad} \propto \vec{R} \times \vec{\xi} \implies \vec{E}_{rad} \perp \vec{R} \implies$

$$\left\{ \vec{S} = \frac{1}{\mu_0 c} \left[\frac{\vec{R}}{R} \underbrace{(\vec{E} \cdot \vec{E})}_{\equiv E^2} - \vec{E} \left(\vec{E} \cdot \frac{\vec{R}}{R} \right) \right] \right\}$$

 \Rightarrow na expressão de $\vec{S}: \left(\vec{E} \cdot \frac{\vec{R}}{R} = 0\right) \Rightarrow$

$$\Rightarrow \vec{S}_{rad} = \frac{1}{\mu_0 c} E_{rad}^2 \frac{\vec{R}}{R}$$



 Vamos agora calcular a <u>intensidade da radiação</u> (S), <u>de uma</u> forma aproximada (para simplificar a álgebra), supondo:

$$\vec{u} = \frac{c\vec{R}}{R} - \vec{v} \approx \frac{c\vec{R}}{R}$$
; ou seja, a *velocidade de propagação do* sinal é >> que a *velocidade* \vec{v} da carga: $(c >> v)$

• Então:
$$\left\{ \vec{E}_{rad} = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{R}{\left(\vec{R} \cdot \vec{u}\right)^3} \left[\vec{R} \times (\vec{u} \times \vec{a}) \right] \right\}$$

(situação não-relativística)

$$\vec{E}_{rad} \approx (BAC - CAB) \approx \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{R}{\left(\vec{R} \cdot \frac{c\vec{R}}{R}\right)^3} \left[\frac{c\vec{R}}{R_{\text{N}}} \left(\vec{R} \cdot \vec{a}\right) - \vec{a} \left(\vec{R} \cdot \frac{c\vec{R}}{R}\right) \right] =$$

$$= \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{R}{c^3 R^3} \left[e\hat{e}_R \left(\vec{a} \cdot \frac{\vec{R}}{R} \right) R - eR\vec{a} \right] \Rightarrow \frac{\text{(θ = $angulo entre o \underline{vetor}}}{\frac{aceleração}{direção da onda irradiada}} \right]$$

$$\Rightarrow \left| \vec{E}_{rad} = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{c^2 R} \left[\underbrace{(\vec{a} \cdot \hat{e}_R)}_{=a\cos\theta} \hat{e}_R - \vec{a} \right] \right|$$

No cálculo do Vetor de Poynting:

$$\left\{ \vec{E}_{rad} = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{c^2 R} \left[\underbrace{(\vec{a} \cdot \hat{e}_R)}_{=a\cos\theta} \hat{e}_R - \vec{a} \right] \right\}$$

co cálculo do *Vetor de Poynting*:
$$\left\{ \vec{E}_{rad} = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{c^2 R} \underbrace{\left(\vec{a} \cdot \hat{e}_R\right) \hat{e}_R - \vec{a}}_{=a\cos\theta} \right\}$$

$$E^2 = \vec{E} \cdot \vec{E} = \left(\frac{q}{4\pi\varepsilon_0 c^2 R}\right)^2 (a\cos\theta \, \hat{e}_R - \vec{a}) \cdot (a\cos\theta \, \hat{e}_R - \vec{a}) =$$

$$= \left(\frac{q}{4\pi\varepsilon_0 c^2 R}\right)^2 \left[a^2 \cos^2 \theta - a \cos \theta \left(\hat{e}_R \cdot \vec{a}\right) - a \cos \theta \left(\vec{a} \cdot \hat{e}_R\right) + a^2\right] = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0 c^2 R}$$

$$= \left(\frac{q}{4\pi\varepsilon_0 c^2 R}\right)^2 a^2 \left(\cos^2\theta - 2\cos^2\theta + 1\right)$$

Portanto:

$$\vec{S} = \frac{q^2 a^2 \sin^2 \theta}{16\pi^2 \mu_0 \varepsilon_0^2 c^5 R^2} \hat{e}_R$$
; expressão válida para $\vec{u} \sim \frac{c\vec{R}}{R}$

$$\mathbf{a} \quad \vec{u} \sim \frac{c\vec{R}}{R}$$

(situação não-relativística)

 Como vemos, a carga <u>não irradia</u> <u>na direção em que está</u> acelerada e a emissão máxima ocorre L à aceleração da carga! • Calculando o <u>fluxo</u> desta energia/área-tempo através de uma <u>casca esférica de raio R</u>, temos a <u>Potência Total Irradiada</u>:

$$P = \int \vec{S}_{rad} \cdot \hat{n} \, dA = \frac{q^2 a^2}{16\pi^2 \mu_0 \varepsilon_0^2 c^5 R^2} \underbrace{\int R^2 \sin^3 \theta \, d\theta \, d\phi}_{=(2\pi)(\frac{4}{3})} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \left(c^2 = \frac{1}{\mu_0 \varepsilon_0}\right) \Rightarrow P = \frac{1}{4\pi \varepsilon_0} \frac{2}{3} \frac{q^2 a^2}{c^3}$$

Fórmula de Larmor!

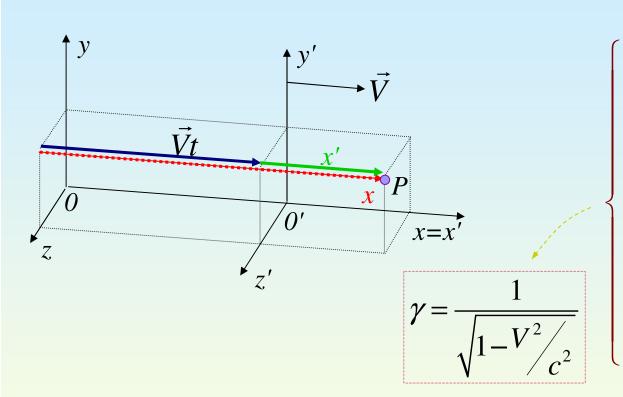
para cargas com v << c, já obtida antes utilizando distribuição de cargas em torno da origem.

RELATIVIDADE

- <u>Teoria de Maxwell do Eletromagnetismo</u> foi publicada em 1862. Nos anos seguintes a estrutura matemática foi gradualmente desenvolvida, e os resultados comprovados experimentalmente.
- Um ponto crucial neste processo foi decidir sobre <u>a existência</u> (ou não) de um meio para a propagação das ondas *EM*: o *Éter*. Ele existindo, porém, se estabeleceria um sistema de referência preferencial para o estudo das leis da Física.
- Experiências com a de Michelson-Morley (1888) levaram a maioria dos cientistas a concluírem pela <u>não-existência</u> do Éter.
- Em 1904 Lorentz propôs uma transformação que deixava inalterada a forma das Equações de Maxwell quando descrita por dois observadores em referenciais inerciais diferentes (o que não ocorre quando aplicadas às transformações de Galileu → as equações de Maxwell não eram invariantes frente a uma transformação de Galileu).

 Por exemplo, supor a Explosão de um Balão (evento) em um ponto P, no instante t.

Equações de Lorentz



$$x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$$
 (1)

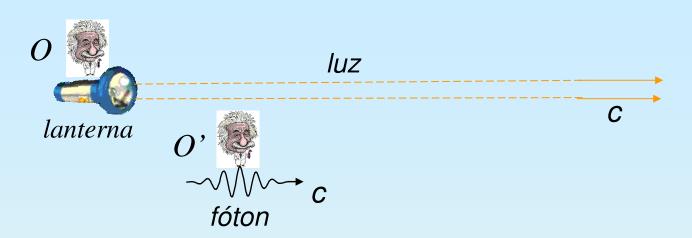
$$y' = y \tag{2}$$

$$z' = z \tag{3}$$

$$t' = \frac{t - V/c^2 x}{\sqrt{1 - V^2/c^2}}$$
 (4)

- No ano seguinte Einstein consegue elaborar a *Teoria Especial* da *Relatividade*, partindo de dois princípios básicos:
- 1- As Leis da Natureza são as mesmas para qualquer ref. inercial.
- 2- A velocidade da luz no vácuo é C para qualquer ref. inercial.

Note:



- Supor agora, por exemplo, que 0 e 0' sincronizam seus relógios ao passar um pelo outro (com velocidade *V*), e neste instante um "flash" de luz é disparado nas origens coincidentes dos sistemas de coordenadas:
- i) O observador 0 afirma que a luz propaga-se em todas as direções com velocidade *c*, como frentes de ondas esféricas centradas na sua origem e com raio *r* = *ct* crescente.
- ii) Observador 0' afirma o mesmo, com as ondas <u>centradas</u> na sua origem e com <u>raio r = ct'</u> crescente.

 Isto significa dizer que, <u>para cada observador</u>, as frentes de onda são descritas pela <u>equação da esfera</u>:

$$x^2 + y^2 + z^2 = r^2 = c^2 t^2$$
 (5)

$$x^{2} + y^{2} + z^{2} = r^{2} = c^{2}t^{2}$$
 (6)

• Aplicando as equações de transformação de Lorentz na eq.(6):

$$x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - V^{2}/c^{2}}} \qquad y' = y \qquad z' = z \qquad t' = \frac{t - V/c^{2}x}{\sqrt{1 - V^{2}/c^{2}}} \quad ; \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - V^{2}/c^{2}}}$$

$$\gamma^{2} (x - Vt)^{2} + y^{2} + z^{2} = c^{2} \gamma^{2} \left(t - \frac{V}{c^{2}} x \right)^{2} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \gamma^{2} x^{2} + \gamma^{2} V^{2} t^{2} - 2 \gamma^{2} x V t + y^{2} + z^{2} =$$

$$= c^{2} \gamma^{2} t^{2} + \rho^{2} \gamma^{2} \frac{V^{2}}{c^{4} 2} x^{2} - 2 \rho^{2} \gamma^{2} t \frac{V}{\rho^{2}} x \Rightarrow$$

$$\Rightarrow x^{2} \gamma^{2} \left(1 - \frac{V^{2}}{c^{2}} \right) + y^{2} + z^{2} = c^{2} \gamma^{2} t^{2} \left(1 - \frac{V^{2}}{c^{2}} \right)$$

$$\therefore x^{2} + y^{2} + z^{2} = c^{2} t^{2} \equiv \text{ eq. (5)!}$$

- Vamos agora determinar as eqs. de Transformação de Lorentz
 para a velocidade (de um objeto que se move, para 2 referenciais inerciais)
- Considere o <u>objeto em movimento</u>, segundo os observadores 0
 e 0', sofrendo um <u>deslocamento infinitesimal</u> ⇒ tem-se <u>variações</u>
 infinitesimais nas coordenadas <u>linha</u> e <u>sem linha</u>, dadas por:

$$\begin{cases} x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - V^2/c^2}} & (1) \\ y' = y & (2) \\ z' = z & (3) \\ t' = \frac{t - V/c^2 x}{\sqrt{1 - V^2/c^2}} & (4) \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} dx' = \frac{dx - Vdt}{\sqrt{1 - V^2/c^2}} & (7) \\ dy' = dy & (8) \\ dz' = dz & (9) \\ dt' = \frac{dt - \left(\frac{V}{c^2}\right)dx}{\sqrt{1 - V^2/c^2}} & (10) \end{cases}$$

• Fazendo (7) ÷(10):
$$dx' = \frac{dx - Vdt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$$
 ; $dt' = \frac{dt - \left(\frac{V}{c^2}\right)dx}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$

$$\frac{dx'}{dt'} = v_x' = \frac{|\overrightarrow{dx}|^X V dt}{|\overrightarrow{dt}|^1 - |\overrightarrow{V}| |\overrightarrow{dx}|} \Rightarrow |\overrightarrow{v_x}| = \frac{|\overrightarrow{v_x} - V|}{|\overrightarrow{v_x}|^2}$$

$$= |\overrightarrow{v_x}|^X + |\overrightarrow{v_x}$$

• Também (8 ou 9) ÷ (10) : dy' = dy ; dz' = dz

$$v'_{y} = \frac{dy'}{dt'} = \frac{\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}{\sqrt{1 - \frac{V}{c^{2}}}} \Rightarrow v'_{y} = \frac{v_{y}\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}{\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}$$

$$\equiv v_{y} = v_{y} = \frac{v_{y}\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}{\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}$$

$$\equiv v_{y} = v_{y} = \frac{v_{y}\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}{\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}$$

$$\equiv v_{y} = v_{y} = \frac{v_{y}\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}{\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}$$

$$= v_{y} = v_{y} = \frac{v_{y}\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}{\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}$$

$$= v_{y} = v_{y} = v_{y} = \frac{v_{y}\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}{\sqrt{1 - \frac{V^{2}}{c^{2}}}}$$

$$= v_{y} = v_$$

• Analogamente:
$$v_z' = \frac{dz'}{dt'} = \frac{v_z \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}{1 - \frac{V}{c^2} v_x}$$
 (13)

• Verifique que, fazendo

$$V \ll c \qquad \left(\frac{V}{c} \to 0 \right) \quad \Rightarrow$$

- ⇒ caímos na *Transformação de velocidade clássica de Galileu*!
- Pode-se mostrar que <u>as equações de Maxwell são covariantes</u> (variam da mesma maneira, não mudam suas formas) <u>com relação a</u> <u>uma transformação de Lorentz</u>:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E}(\vec{r}, t) = \frac{\rho(\vec{r}, t)}{\mathcal{E}_0} \iff \vec{\nabla} \cdot \vec{E}'(\vec{r}', t') = \frac{\rho'(\vec{r}', t')}{\mathcal{E}_0} \tag{14}$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B}(\vec{r}, t) = 0 \iff \vec{\nabla} \cdot \vec{B}'(\vec{r}', t') = 0 \tag{15}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E}(\vec{r},t) = -\frac{\partial \vec{B}(\vec{r},t)}{\partial t} \quad \longleftrightarrow \quad \vec{\nabla} \times \vec{E}'(\vec{r}',t') = -\frac{\partial \vec{B}'(\vec{r}',t')}{\partial t'}$$
(16)

$$\vec{\nabla} \times \vec{B}(\vec{r},t) = \mu_0 \vec{J}(\vec{r},t) + \mu_0 \varepsilon_0 \frac{\partial \vec{E}(\vec{r},t)}{\partial t} \iff \vec{\nabla} \times \vec{B}'(\vec{r}',t') = \mu_0 \vec{J}'(\vec{r}',t') + \mu_0 \varepsilon_0 \frac{\partial \vec{E}'(\vec{r}',t')}{\partial t'}$$

$$(17)$$

- Agora isto <u>não significa que há igualdade entre os campos</u> (\vec{E}, \vec{B}) e (\vec{E}', \vec{B}') ou entre densidades de carga e corrente (ρ, \vec{J}) e (ρ', \vec{J}')
- Isto porque, na realidade, <u>estas grandezas não são iguais</u> (<u>para</u> referenciais inerciais diferentes)!
- Fica fácil perceber isso observando que <u>se uma carga está em</u> repouso em um referencial, no outro ela está em movimento!
- Nossa tarefa, agora, será determinar as leis (equações) que regem as <u>Transformações dos Campos</u> → veremos na próxima aula