

FI 008 – Eletrodinâmica I

1º Semestre de 2020

25/06/2020

Aula 27

Aulas passadas

Potenciais de Liénard-Wiechert:

$$\Phi(\mathbf{x}, t) = \frac{e}{|\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)|} \frac{1}{1 - \frac{\dot{\mathbf{r}}(t_r) \cdot [\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)]}{c|\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)|}} = \frac{e}{R} \frac{1}{1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \hat{\mathbf{n}}} \Big|_{t=t_r}$$

$$\mathbf{A}(\mathbf{x}, t) = \frac{e/c}{|\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)|} \frac{\dot{\mathbf{r}}(t_r)}{1 - \frac{\dot{\mathbf{r}}(t_r) \cdot [\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)]}{c|\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)|}} = \frac{e}{R} \frac{\boldsymbol{\beta}}{1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \hat{\mathbf{n}}} \Big|_{t=t_r}$$

Campos de Liénard-Wiechert:

$$\mathbf{E} = \frac{e}{(1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \hat{\mathbf{n}})^3} \left\{ \frac{\hat{\mathbf{n}} - \boldsymbol{\beta}}{\gamma^2 R^2} + \frac{1}{c} \frac{\hat{\mathbf{n}} \times [(\hat{\mathbf{n}} - \boldsymbol{\beta}) \times \dot{\boldsymbol{\beta}}]}{R} \right\} \Big|_{t=t_r}$$

$$\mathbf{B} = (\hat{\mathbf{n}} \times \mathbf{E}) \Big|_{t=t_r}$$

$$\mathbf{R} = \mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)$$

$$\boldsymbol{\beta} = \frac{\dot{\mathbf{r}}(t_r)}{c}$$

Notação:

$$R = |\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)|$$

$$\dot{\boldsymbol{\beta}} = \frac{\ddot{\mathbf{r}}(t_r)}{c}$$

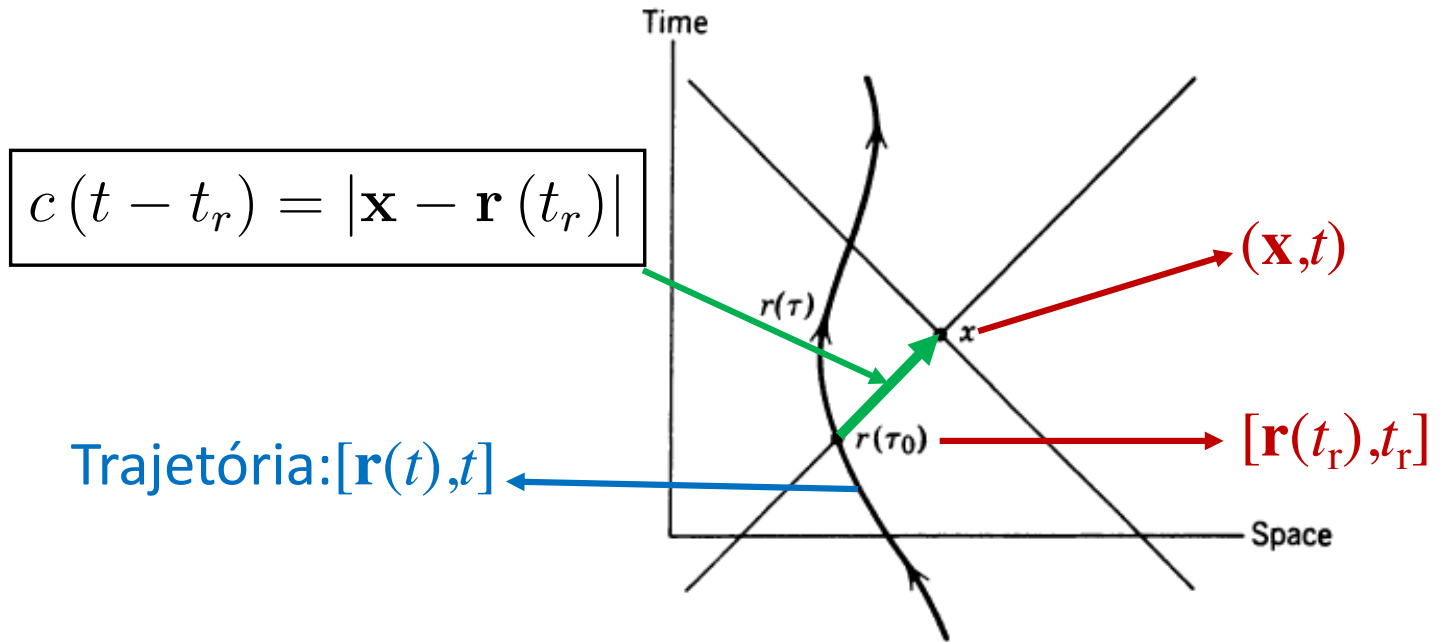
$$\hat{\mathbf{n}} = \frac{\mathbf{R}}{R} = \frac{\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)}{|\mathbf{x} - \mathbf{r}(t_r)|}$$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

Aulas passadas

O tempo retardado t_r :

(\mathbf{x}, t) está no cone de luz do futuro de $[\mathbf{r}(t_r), t_r]$



Aula passada

Distribuição angular da potência total irradiada:

$$\frac{dP(t_r)}{d\Omega} = \frac{e^2}{4\pi c} \frac{1}{(1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \hat{\mathbf{n}})^5} \left| \hat{\mathbf{n}} \times [(\hat{\mathbf{n}} - \boldsymbol{\beta}) \times \dot{\boldsymbol{\beta}}] \right|_{\text{ret}}^2$$
$$\frac{dP_{\text{n\~{a}o-relat.}}}{d\Omega} = \frac{e^2}{4\pi c} \left| \hat{\mathbf{n}} \times [\hat{\mathbf{n}} \times \dot{\boldsymbol{\beta}}] \right|^2 = \frac{e^2 a^2}{4\pi c^3} \sin^2 \theta$$

Potência total irradiada

$$P = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \gamma^6 \left[\left| \dot{\boldsymbol{\beta}} \right|^2 - \left| \boldsymbol{\beta} \times \dot{\boldsymbol{\beta}} \right|^2 \right] \quad (\text{Fórmula de Liénard})$$
$$P_{\text{n\~{a}o-relat.}} = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \left| \dot{\boldsymbol{\beta}} \right|^2 = \frac{2}{3} \frac{e^2 a^2}{c^3} \quad (\text{Fórmula de Larmor})$$

Perdas em aceleradores lineares

$$\underline{\vec{\beta} \parallel \dot{\vec{\beta}}} \quad P = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \gamma^6 \dot{\vec{\beta}}^2$$

$$\left. \begin{aligned} F &= \frac{dP}{dt} = \frac{d(\gamma m v)}{dt} = m(\dot{\gamma} v + \gamma \dot{v}) \\ \dot{\gamma} &= \frac{d}{dt} \left[\frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}} \right] = \gamma^3 \beta \dot{\beta} = \frac{1}{c^2} \gamma^3 v \dot{v} \end{aligned} \right\} \begin{aligned} F &= m \left[\frac{\gamma^3}{c^2} \dot{v} v^2 + \gamma \dot{v} \right] \\ &= m \dot{v} \gamma \left[\gamma^2 \frac{v^2}{c^2} + 1 \right] \\ &\approx m \gamma \dot{v} [\gamma^2 + 1] = m \gamma^3 \dot{v} \\ &= m c \gamma^3 \dot{\beta} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \gamma^3 \dot{\beta} = \frac{F}{m c} \Rightarrow P = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \left(\frac{F}{m c} \right)^2$$

$$P = \frac{2}{3} \frac{e^2}{m^2 c^3} F^2 = \frac{2}{3} \frac{e^2}{m^2 c^3} \left(\frac{dE}{dx} \right)^2$$

USE 1: $\frac{dE}{dt} = F v = F \frac{dx}{dt} \Rightarrow dE = F dx \Rightarrow F = \frac{dE}{dx} \Rightarrow P = \frac{2}{3} \frac{e^2}{m^2 c^3} \left(\frac{dE}{dx} \right)^2$

$$\frac{P_{\text{LOSS}}}{P_{\text{GAIN}}} = \frac{P_{\text{LOSS}}}{dE/dt} = \frac{P_{\text{LOSS}}}{\underbrace{\frac{dx}{dt} \frac{dE}{dx}}_{v \approx c}} = \frac{P_{\text{LOSS}}}{c \frac{dE}{dx}}$$

$$= \frac{1}{\cancel{c \frac{dE}{dx}}} \cdot \frac{2}{3} \frac{e^2}{m^2 c^3} \left(\frac{dE}{dx} \right)^2 = \frac{2}{3} \frac{e^2}{\underbrace{m^2 c^4}} \left(\frac{dE}{dx} \right)$$

$$[2 \times 10^{14} \frac{\text{MeV}}{m}]^{-1}$$

VALORES TÍPICOS EM LINACS DE $\frac{dE}{dx} = 50 \frac{\text{MeV}}{m}$

$\Rightarrow \frac{P_{\text{LOSS}}}{P_{\text{GAIN}}} \sim 10^{-13} \ll 1 \Rightarrow$ PERDAS SÃO COMPLETAMENTE DESPREZÍVEIS EM LINACS

Perdas em aceleradores circulares

$$\vec{\beta} \perp \dot{\vec{\beta}} \Rightarrow |\vec{\beta} \times \dot{\vec{\beta}}| = \beta \dot{\beta} \Rightarrow P = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \gamma^6 [\dot{\beta}^2 - \beta^2 \dot{\beta}^2]$$

$$P = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \gamma^6 \beta^2 \underbrace{(1 - \beta^2)}_{1/\gamma^2} = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \gamma^4 \beta^2$$

EM UM MCO: $a = \frac{v^2}{\rho} \approx \frac{c^2}{\rho} = c \dot{\beta} \Rightarrow \dot{\beta} = \frac{c}{\rho}$

$$P = \frac{2}{3} \frac{e^2 c}{\rho^2} \gamma^4$$

EM ACELERADORES CIRCULARES, O MOVIMENTO CIRCULAR É OBTIDO ATRAVÉS DE CAMPOS MAGNÉTICOS UNIFORMES (DIPOLOS). COMO VIMOS, NESSE CASO:

$$\rho = \frac{pc}{eB} \approx \frac{E}{eB} = \frac{\gamma mc^2}{eB} \quad E = \sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4} \xrightarrow{\beta \approx 1} pc$$

$$P = \frac{2}{3} \frac{e^4 B^2}{m^2 c^3} \gamma^2$$

NUMA VOLTA COMPLETA, A ENERGIA TOTAL PERDIDA PARA RADIAÇÃO:

$$\Delta E_{\text{Loss}} = P \times T \approx P \frac{2\pi R}{c} = \frac{4\pi}{3} \frac{e^3 B}{m c^2} \gamma^3$$

PARA UM SÍNCROTRON TÍPICO:

$$\left. \begin{array}{l} E = 10 \text{ GeV} \\ R = 100 \text{ m} \\ B = 3.3 \text{ kG} \end{array} \right\} \Rightarrow \Delta E_{\text{Loss}} \approx 10 \text{ MeV}$$

ESSA PERDA É COMPARÁVEL COM A ACELERAÇÃO GERADA PELA RADIOFREQUÊNCIA USADA PARA COMPENSAR AS PERDAS.

Distribuição angular da radiação: velocidade e aceleração colineares

$$\vec{\beta} \parallel \dot{\vec{\beta}} : \frac{dP(t_r)}{d\Omega} = \frac{e^2}{4\pi c} \frac{|\hat{n} \times (\hat{n} \times \dot{\vec{\beta}})|^2}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{n})^5}$$

$$\vec{\beta} = \beta \hat{z} ; \dot{\vec{\beta}} = \dot{\beta} \hat{z} \quad \hat{n} = \sin\theta \cos\phi \hat{x} + \sin\theta \sin\phi \hat{y} + \cos\theta \hat{z}$$

$$\frac{dP(t_r)}{d\Omega} = \frac{e^2 \dot{\beta}^2}{4\pi c} \frac{\sin^2\theta}{(1 - \beta \cos\theta)^5}$$

ESSE FATOR FAZ COM QUE
A RADIAÇÃO FIQUE MUITO
CONCENTRADA EM TORNO DE
 $\theta \approx 0$, OU NA DIREÇÃO \hat{z}
DE $\vec{\beta}$ E $\dot{\vec{\beta}}$

POSSO EXPANDIR EM TORNO DE $\theta \approx 0$:

$$\sin\theta \approx \theta \quad \cos\theta \approx 1 - \frac{\theta^2}{2} \quad \beta = \sqrt{1 - \frac{1}{\gamma^2}} \approx 1 - \frac{1}{2\gamma^2}$$

$$\frac{dP(t_n)}{d\Omega} \approx \frac{e^2 \dot{\beta}^2 \gamma \gamma'^3}{\pi c} \frac{\theta^2}{(1 + \gamma^2 \theta^2)^5}$$

VARIAÇÃO ANGULAR SE DA' NUMA ESCALA

$$\theta \sim \frac{1}{\gamma}$$

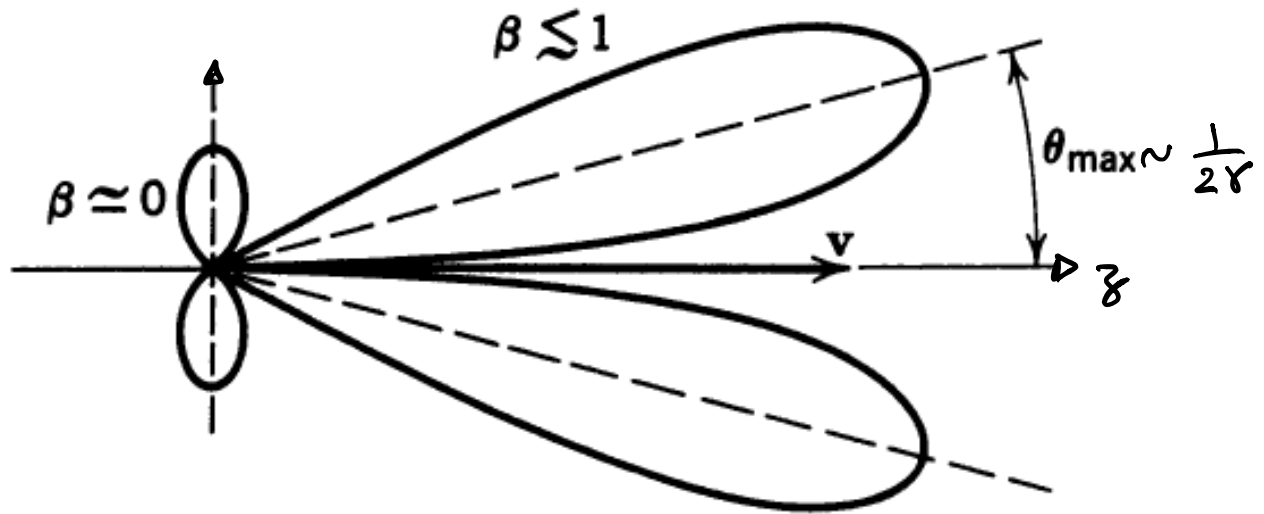
Distribuição angular da radiação para velocidade e aceleração paralelas

$$\frac{dP(t')}{d\Omega} = \frac{e^2 \dot{v}^2}{4\pi c^3} \frac{\sin^2 \theta}{(1 - \beta \cos \theta)^5}$$

$$\gamma \gg 1 \quad \frac{dP(t')}{d\Omega} \simeq \frac{8}{\pi} \frac{e^2 \dot{v}^2}{c^3} \gamma^8 \frac{(\gamma \theta)^2}{(1 + \gamma^2 \theta^2)^5}$$

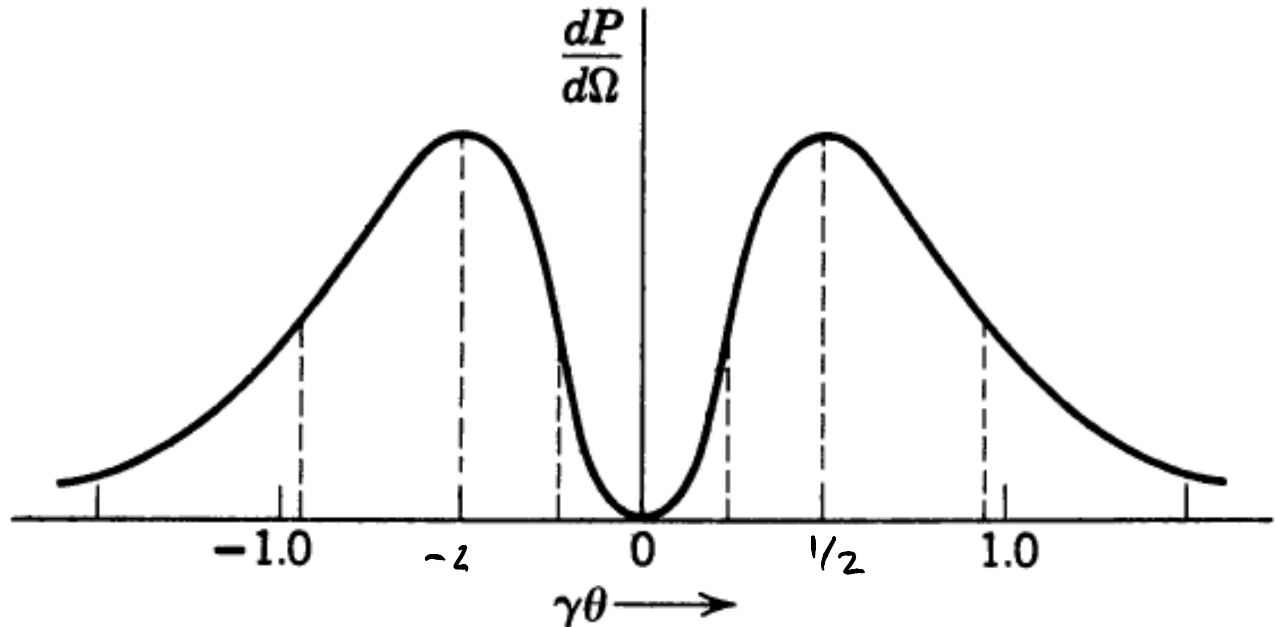
$$\theta_{\max} = \cos^{-1} \left[\frac{1}{3\beta} (\sqrt{1 + 15\beta^2} - 1) \right] \rightarrow \frac{1}{2\gamma}$$

Distribuição angular da radiação para velocidade e aceleração paralelas



$$\theta_{\max} = \cos^{-1} \left[\frac{1}{3\beta} (\sqrt{1 + 15\beta^2} - 1) \right] \rightarrow \frac{1}{2\gamma}$$

Distribuição angular da radiação para velocidade e aceleração paralelas



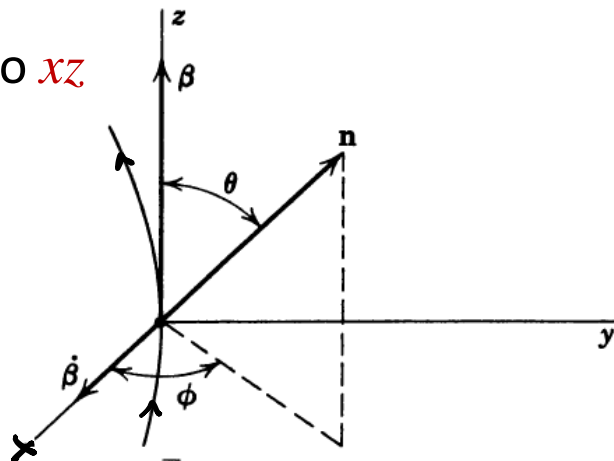
$$\theta_{\max} = \cos^{-1} \left[\frac{1}{3\beta} (\sqrt{1 + 15\beta^2} - 1) \right] \rightarrow \frac{1}{2\gamma} \quad \langle \theta^2 \rangle^{1/2} = \frac{1}{\gamma} = \frac{mc^2}{E}$$

Distribuição angular da radiação: velocidade e aceleração perpendiculares

Tomando o movimento circular no plano xz

$$\boldsymbol{\beta} = \beta \hat{\mathbf{z}}$$

$$\dot{\boldsymbol{\beta}} = \dot{\beta} \hat{\mathbf{x}}$$



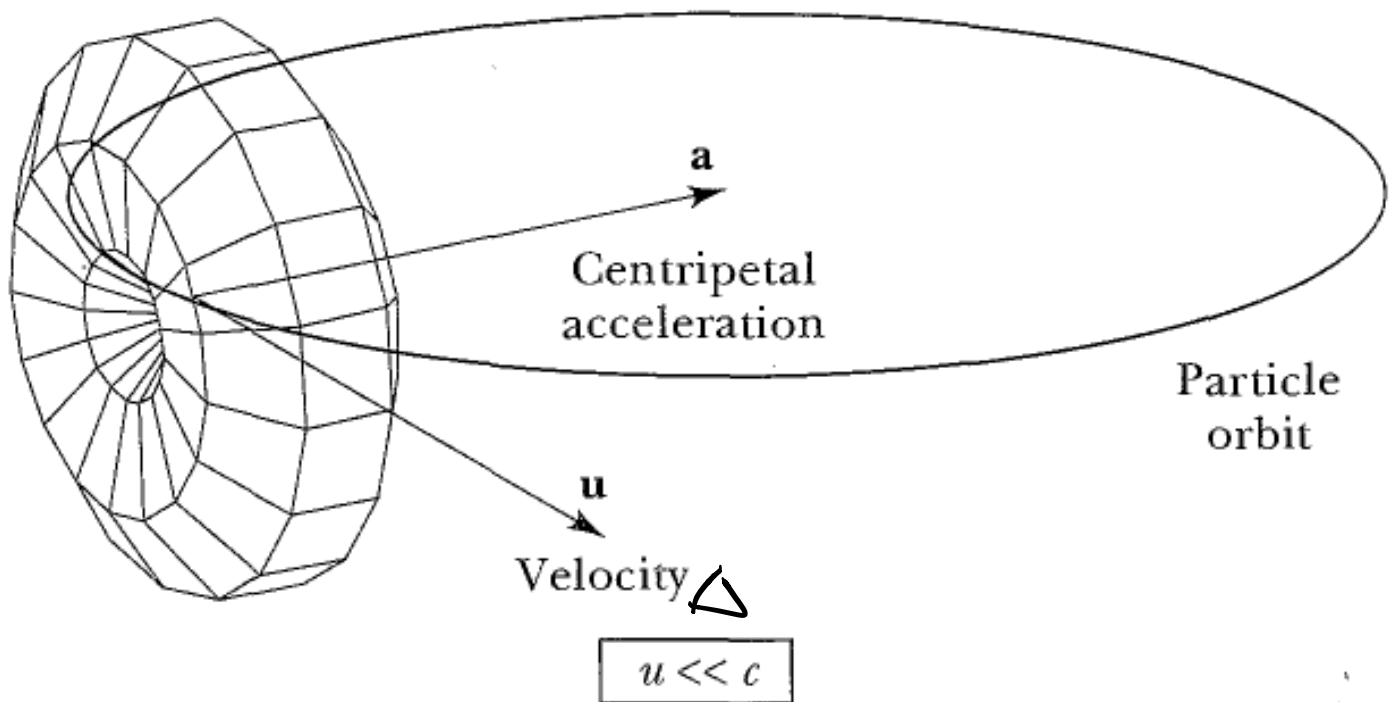
$$\frac{dP(t')}{d\Omega} = \frac{e^2}{4\pi c^3} \frac{|\dot{\mathbf{v}}|^2}{(1 - \beta \cos \theta)^3} \left[1 - \frac{\sin^2 \theta \cos^2 \phi}{\gamma^2 (1 - \beta \cos \theta)^2} \right]$$

$$\gamma \gg 1 \quad \frac{dP(t')}{d\Omega} \simeq \frac{2}{\pi} \frac{e^2}{c^3} \gamma^6 \frac{|\dot{\mathbf{v}}|^2}{(1 + \gamma^2 \theta^2)^3} \left[1 - \frac{4\gamma^2 \theta^2 \cos^2 \phi}{(1 + \gamma^2 \theta^2)^2} \right]$$

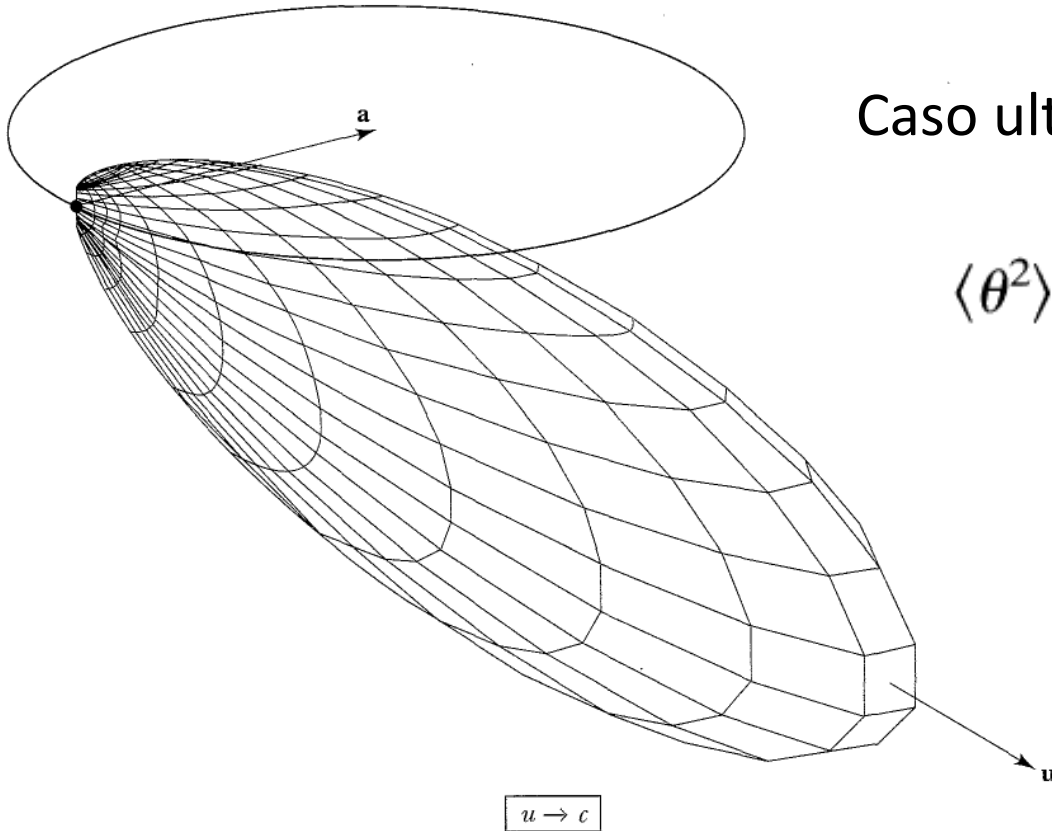
$$\langle \theta^2 \rangle^{1/2} = \frac{1}{\gamma} = \frac{mc^2}{E}$$

Distribuição angular da radiação: velocidade e aceleração perpendiculares

Caso não-relativístico:



Distribuição angular da radiação: velocidade e aceleração perpendiculares

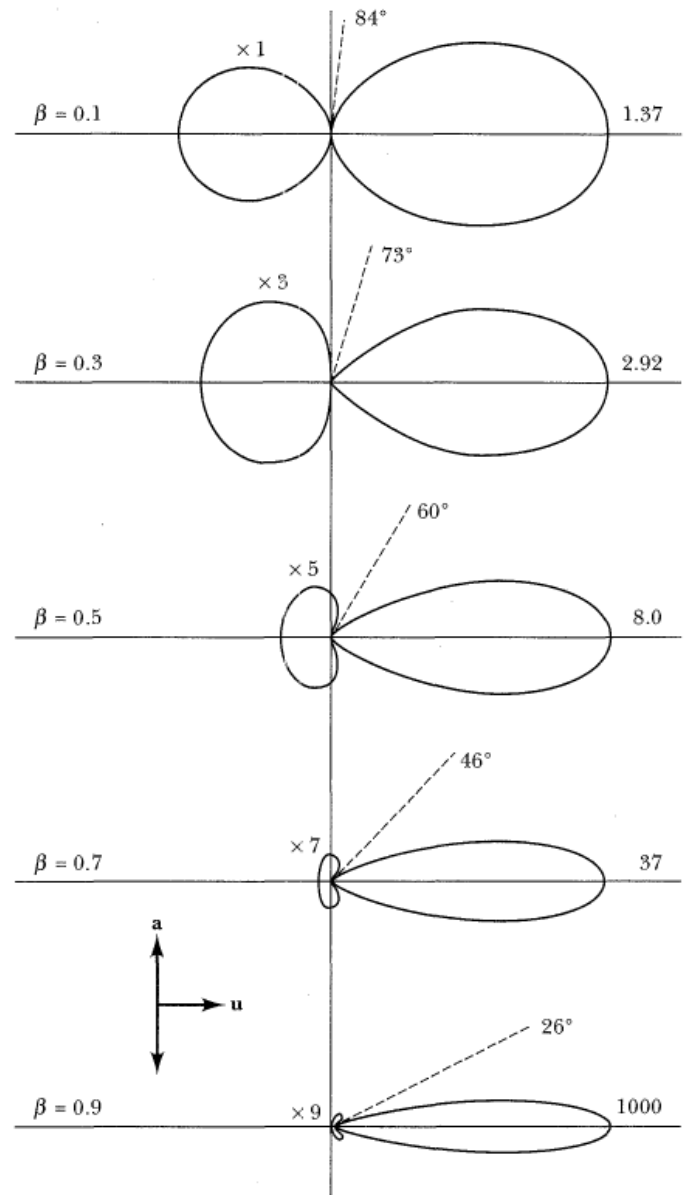


Caso ultra-relativístico:

$$\langle \theta^2 \rangle^{1/2} = \frac{1}{\gamma} = \frac{mc^2}{E}$$

Dependência com a velocidade:

$$\langle \theta^2 \rangle^{1/2} = \frac{1}{\gamma} = \frac{mc^2}{E}$$



Distribuição espectral da radiação

$$\frac{dP(t)}{d\Omega} = R^2 \hat{n} \cdot \mathbf{S} \quad \mathbf{S} = \frac{c}{4\pi} |\mathbf{E}|^2 \hat{n}$$

$$\Rightarrow \frac{dP(t)}{d\Omega} = \frac{c}{4\pi} |R \vec{E}|^2 \Big|_{t_n}$$

ENERGIA TOTAL IRRADIADA E' :

$$\frac{dW}{d\Omega} = \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{dP(t)}{d\Omega} dt = \frac{c}{4\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} |R \vec{E}|^2 dt = \frac{c}{4\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} |\vec{G}(t)|^2 dt$$

A INTEGRAL SÓ TEM CONTRIBUIÇÕES NUM INTERVALO CURTO DE TEMPO DURANTE O QUAL A PARTÍCULA É ACELERADA.

VAMOS OBSERVAR A RADIAÇÃO DE UM PONTO ^{MUITO} DISTANTE DA PARTÍCULA QUE ESTÁ SENDO ACELERAÇÃO

USANDO TRANSFORMADAS DE FOURIER:

$$\vec{G}(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{dt}{\sqrt{2\pi}} e^{i\omega t} \vec{G}(t)$$

$$\vec{G}(t) = \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{d\omega}{\sqrt{2\pi}} e^{-i\omega t} \vec{G}(\omega)$$

TEOREMA DE PARSEVAL: $\int_{-\infty}^{+\infty} dt |\vec{G}(t)|^2 = \int_{-\infty}^{+\infty} dt \vec{G}^*(t) \cdot \vec{G}(t)$

$$= \int_{-\infty}^{+\infty} dt \left[\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{d\omega}{\sqrt{2\pi}} e^{i\omega t} \vec{G}^*(\omega) \right] \cdot \left[\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{d\omega'}{\sqrt{2\pi}} e^{-i\omega' t} \vec{G}(\omega') \right] = (*)$$

$$\int_{-\infty}^{+\infty} dt e^{it(\omega-\omega')} = 2\pi \delta(\omega-\omega')$$

$$(*) = \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \vec{G}^*(\omega) \cdot \vec{G}(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega |\vec{G}(\omega)|^2$$

$$\frac{dW}{d\Omega} = \frac{c}{4\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega |\vec{G}(\omega)|^2 = \frac{c}{4\pi} \int_0^{\infty} d\omega \left[|\vec{G}(\omega)|^2 + |\vec{G}(-\omega)|^2 \right]$$

COMO $\vec{G}(t) \in \mathbb{R}$:

$$\vec{G}(-\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{dt}{\sqrt{2\pi}} e^{-i\omega t} \vec{G}(t) = \left[\underbrace{\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{dt}{\sqrt{2\pi}} e^{i\omega t} \vec{G}(t)}_{\vec{G}(\omega)} \right]^*$$

$$\Rightarrow \boxed{\vec{G}(-\omega) = \vec{G}^*(\omega)}$$

$$\Rightarrow \frac{dW}{d\Omega} = \frac{c}{2\pi} \int_0^{\infty} |\vec{G}(\omega)|^2 d\omega$$

COM ISSO, A ENERGIA IRRADIADA POR ÂNGULO SÓLIDO E INTERVALO DE FREQUÊNCIA ENTRE ω E $\omega+d\omega$:

$$\begin{aligned} \frac{d^2 I(\omega, \Omega)}{d\omega d\Omega} &= \frac{c}{2\pi} |\vec{G}(\omega)|^2 \\ &= \frac{c}{2\pi} \left| \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{dt}{\sqrt{2\pi}} e^{i\omega t} [R \vec{E}(t)] \right|^2 \\ &= \frac{c}{4\pi^2} \left| \int_{-\infty}^{+\infty} dt e^{i\omega t} [R \vec{E}(t)] \right|^2 \end{aligned}$$

$$\text{MAS: } R \vec{E}(t) = \frac{e}{c} \frac{\hat{m} \times [(\hat{m} - \vec{\beta}) \times \dot{\vec{\beta}}]}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m})^3} \Big|_{t_n}$$

$$\vec{C} = \int_{-\infty}^{+\infty} dt e^{i\omega t} \frac{e}{c} \frac{\hat{m} \times [(\hat{m} - \vec{\beta}) \times \dot{\vec{\beta}}]}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m})^3} \Big|_{t_n}$$

TRANSFORMANDO VARIÁVEIS DE t PARA t_n :

$$t = t_n + \frac{1}{c} R(t_n)$$

$$\frac{dt}{dt_n} = 1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m} \Big|_{t_n}$$

$$\vec{C} = \int_{-\infty}^{+\infty} dt_n e^{i\omega t_n} e^{i\frac{\omega}{c} R(t_n)} \frac{e}{c} \frac{\hat{m} \times [(\hat{m} - \vec{\beta}) \times \dot{\vec{\beta}}]}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m})^2}$$

APROXIMAÇÕES PARA A REGIÃO DE RADIAÇÃO

$$|\vec{x}| \gg |\vec{r}(t_n)| \Rightarrow R = |\vec{x} - \vec{r}(t_n)| \cong x - \hat{m} \cdot \vec{r}(t_n)$$

$$\hat{m} = \frac{\vec{x} - \vec{r}(t_n)}{|\vec{x} - \vec{r}(t_n)|} \cong \frac{\vec{x}}{x} \text{ QUE NÃO DEPENDE DE } t_n$$

$$\vec{C} = \frac{e}{c} e^{i\frac{\omega}{c}x} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_n e^{i\omega t_n} e^{-i\frac{\omega}{c}\hat{m}\cdot\vec{n}(t_n)} \underbrace{\frac{\hat{m} \times [(\hat{m} - \vec{\beta}) \times \vec{\beta}]}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m})^2}}$$

ONDE \hat{m} NÃO MAIS DEPENDE DE t_n

$$\frac{d}{dt_n} \left[\frac{\hat{m} \times (\hat{m} \times \vec{\beta})}{1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m}} \right]$$

(VER NOTAS)

$$\vec{C} = \frac{e}{c} e^{i\frac{\omega}{c}x} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_n e^{i\omega t_n} e^{-i\frac{\omega}{c}\hat{m}\cdot\vec{n}(t_n)} \frac{d}{dt_n} \left[\frac{\hat{m} \times (\hat{m} \times \vec{\beta})}{(1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m})} \right]$$

INTEGRANDO POR PARTES:

$$\vec{C} = -\frac{e}{c} e^{i\frac{\omega}{c}x} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_n \frac{\hat{m} \times (\hat{m} \times \vec{\beta})}{1 - \vec{\beta} \cdot \hat{m}} \underbrace{\frac{d}{dt_n} \left[e^{i\omega t_n} e^{-i\frac{\omega}{c}\hat{m}\cdot\vec{n}(t_n)} \right]}_{e^{i\omega t_n} e^{-i\frac{\omega}{c}\hat{m}\cdot\vec{n}(t_n)} \times}$$

$$\vec{C} = -i\omega \frac{e}{c} e^{i\frac{\omega}{c}x} \int_{-\infty}^{+\infty} dt_n e^{i\omega t_n} e^{-i\frac{\omega}{c}\hat{m}\cdot\vec{n}(t_n)} \hat{m} \times (\hat{m} \times \vec{\beta}(t_n)) \times (+i\omega)(1 - \hat{m} \cdot \vec{\beta}(t_n))$$

Distribuição espectral e angular

$$\frac{d^2 I}{d\omega d\Omega} = \frac{e^2 \omega^2}{4\pi^2 c} \left| \int_{-\infty}^{\infty} \hat{\mathbf{n}} \times (\hat{\mathbf{n}} \times \boldsymbol{\beta}) e^{i\omega[t - \hat{\mathbf{n}} \cdot \mathbf{r}(t)/c]} dt \right|^2$$