

28/04/2020

①

Radiação de carga pontual

Vimos, a partir dos potenciais de Liénard - Wiechert, que o campo eletromagnético gerado por uma carga q pontual de velocidade \vec{v} e aceleração \vec{a} é

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{r}{(\vec{r} \cdot \vec{u})^3} \left[(c^2 - v^2) \vec{u} + \vec{r} \times (\vec{u} \times \vec{a}) \right]$$

$$= \vec{E}_v + \vec{E}_a$$

↙
↘

campo de velocidade campo de aceleração

$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \frac{1}{c} \hat{r} \times \vec{E}(\vec{r}, t) \quad \text{com} \quad \vec{u} = c\hat{r} - \vec{v}$$

Já o fluxo de energia associado a este campo é dado pelo vetor de Poynting

$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \times \vec{B} = \frac{1}{\mu_0 c} \vec{E} \times (\hat{r} \times \vec{E}) = \frac{1}{\mu_0 c} \left[E^2 \hat{r} - (\hat{r} \cdot \vec{E}) \vec{E} \right]$$

É preciso notar, entretanto, que nem toda a energia associada a \vec{S} está na forma de radiação para uma carga móvel. À medida que q se desloca, parte do campo eletromagnético é carregado com a carga e não contribui para a radiação.

Já vimos anteriormente que os campos \vec{E}_r e \vec{E}_a têm diferentes comportamentos longe da carga q

$$E_r \sim \frac{1}{r^2} \quad E_a \sim \frac{1}{r} \quad \text{para } r \rightarrow \infty$$

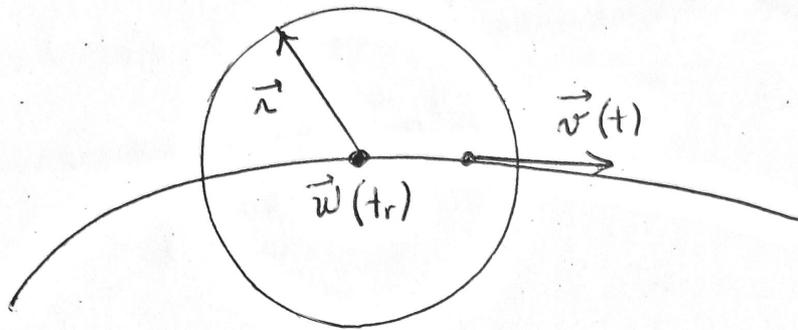
Então, apenas \vec{E}_a contribui para o campo de radiação

$$\vec{E}_{rad} = \vec{E}_a = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{r}{(r \cdot \vec{u})^3} \vec{r} \times (\vec{u} \times \vec{a}) \Rightarrow \vec{E}_a \perp \vec{r}$$

Dessa forma

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

Tomemos agora a situação particular em que a carga está momentaneamente em repouso no instante retardado t_r (3)



Então

$$\vec{u} = c\hat{n} - \vec{v} = c\hat{n} \Rightarrow \vec{r} \cdot \vec{u} = cr$$

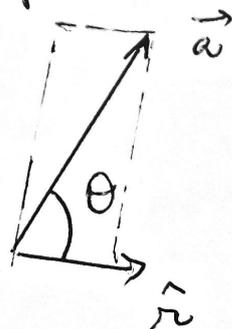
\Downarrow

$$\begin{aligned} \vec{E}_{\text{rad}} &= \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{r^2 c}{r^3 c^3} [\hat{n} \times (\hat{n} \times \vec{a})] \quad \frac{1}{c^2} = \mu_0 \epsilon_0 \\ &= \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{c^2 r} [(\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} - \vec{a}] = \frac{\mu_0 q}{4\pi r} [(\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} - \vec{a}] \end{aligned}$$

$$\vec{a} - (\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} = \vec{a}_\perp$$

$$|\vec{a}_\perp| = |\vec{a}| \sin\theta$$

componente de $\vec{a} \perp$ a \hat{n}

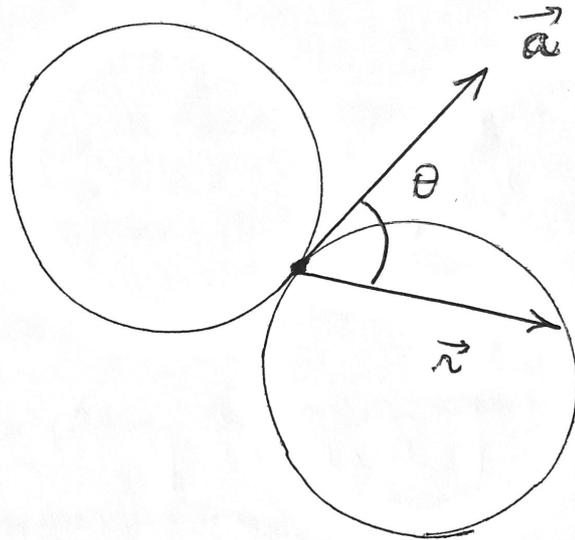


Portanto

(4)

$$\vec{S}_{\text{rad}} = \frac{1}{\mu_0 c} \vec{E}_{\text{rad}}^2 \hat{r} = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{16\pi^2 c} \frac{\sin^2 \theta}{r^2} \hat{r}$$

Ou seja, nenhuma energia é irradiada na direção paralela à aceleração instantânea \vec{a} . Potência máxima é irradiada \perp a \vec{a} .



Potência total irradiada

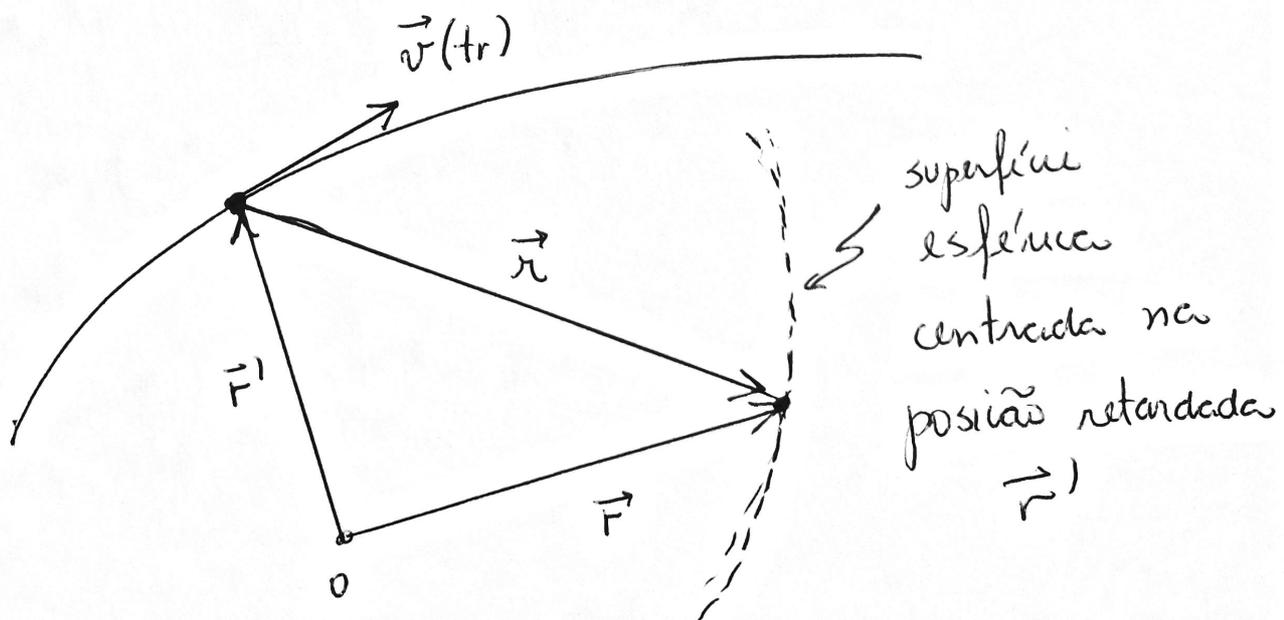
$$P = \oint_{\Sigma} \vec{S}_{\text{rad}} \cdot d\vec{a} = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{16\pi^2 c} \int_0^{2\pi} d\phi \int_0^{\pi} d\theta \frac{\sin^2 \theta}{r^2} r^2 \sin \theta d\theta d\phi$$

$$P = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{6\pi c} \quad (\text{Fórmula de Larmor})$$

A expressão anterior (Larmor) é válida para o caso em que a carga está instantaneamente em repouso. (5)

Ela equivale à potência P que cruza a superfície de uma esfera distante da carga num determinado instante t , tendo essa potência sido emitida num instante retardado $t_r = t - r/c$ quando a carga encontra-se momentaneamente parada.

Quando $\vec{v} \neq \vec{0}$, a taxa com que a energia cruza a superfície da esfera passa a ser diferente da taxa de emissão, devido ao efeito Doppler. A diferença entre essas taxas deve depender da velocidade da carga com respeito à superfície da esfera.



Calculamos então a relação entre a potência por unidade de área emitida pela carga

$$\frac{dW}{dt dA}$$

e aquela recebida por um observador distante

$$\frac{dW}{dt dA}$$

Da regra da cadeia temos

$$\frac{dW}{dt_r dA} = \frac{\partial t}{\partial t_r} \frac{dW}{dt dA} \quad \text{com } t_r = t - r/c$$

Então

$$\frac{\partial t}{\partial t_r} = \frac{\partial}{\partial t_r} \left(t_r + \frac{r}{c} \right) = 1 + \frac{1}{c} \frac{\partial r}{\partial t_r}$$

$$\text{com } r = \left(r^2 + r'^2 - 2 \vec{r} \cdot \vec{r}' \right)^{1/2}$$

⇓

$$\frac{\partial r}{\partial t_r} = \frac{1}{2r} \frac{\partial}{\partial t_r} \left(r^2 + r'^2 - 2 \vec{r} \cdot \vec{r}' \right)$$

$$\frac{\partial r}{\partial t_r} = \frac{1}{2r} \frac{\partial}{\partial t_r} (\vec{r}' \cdot \vec{r}' - 2\vec{r} \cdot \vec{r}')$$

$$= \frac{1}{2r} \left\{ 2\vec{r}' \cdot \frac{d\vec{r}'}{dt_r} - 2\vec{r} \cdot \frac{d\vec{r}'}{dt_r} \right\}$$

$$= \vec{v}(t_r)$$

$$= -\frac{\vec{v}}{r} \cdot (\vec{r} - \vec{r}') = -\vec{v} \cdot \hat{n}$$

Portanto

$$\frac{\partial t}{\partial t_r} = 1 - \frac{\vec{v} \cdot \hat{n}}{c} = \frac{\vec{r} \cdot \vec{u}}{rc}$$

Logo

$$\frac{dW}{dt_r dA} = \left(\frac{\vec{r} \cdot \vec{u}}{rc} \right) \frac{dW}{dt dA}$$

Mas $dA = r^2 \sin\theta d\theta d\phi = r^2 d\Omega$, então

$$\frac{dP_e}{d\Omega} = \left(\frac{\vec{r} \cdot \vec{u}}{rc} \right) \frac{dP_r}{d\Omega} r^2 = \left(\frac{\vec{r} \cdot \vec{u}}{rc} \right) \frac{1}{\mu_0 c} E_{rad}^2 r^2$$

$$= \frac{q^2}{16\pi^2 \epsilon_0} \frac{|\hat{n} \times (\vec{u} \times \vec{a})|^2}{(\hat{n} \cdot \vec{u})^5}$$

Integrando em ângulo sólido

(8)

$$P = \frac{\mu_0 q^2 \gamma^6}{6\pi c} \left[a^2 - \left| \frac{\vec{v} \times \vec{a}}{c} \right|^2 \right]$$

generalização de Liénard para
a fórmula de Larmor

— // —

Caso particular: \vec{v} e \vec{a} instantaneamente colineares

$$\vec{u} \times \vec{a} = (c\hat{n} - \vec{v}) \times \vec{a} = c(\hat{n} \times \vec{a})$$

$$\hat{n} \times (\vec{u} \times \vec{a}) = c \hat{n} \times (\hat{n} \times \vec{a}) = c [(\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} - \vec{a}]$$

⇓

$$|\hat{n} \times (\hat{n} \times \vec{a})|^2 = c^2 |(\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} - \vec{a}|^2$$

$$= c^2 [(\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} - \vec{a}] \cdot [(\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} - \vec{a}]$$

$$= c^2 [(\hat{n} \cdot \vec{a})^2 - 2(\hat{n} \cdot \vec{a})^2 + a^2]$$

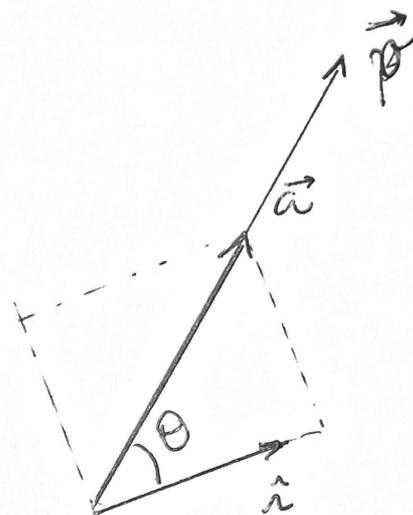
$$= c^2 [a^2 - (\hat{n} \cdot \vec{a})^2]$$

$$\vec{n} \cdot \vec{u} = \vec{n} \cdot (c\hat{n} - \vec{v}) = nc - \vec{n} \cdot \vec{v}$$

$$\frac{\vec{n} \cdot \vec{u}}{r} = \hat{n} \cdot \vec{u}' = c - \hat{n} \cdot \vec{v}$$

Então

$$\frac{dP_e}{d\Omega} = \frac{q^2 c^2}{16\pi^2 \epsilon_0} \frac{[a^2 - (\hat{n} \cdot \vec{a})^2]}{(c - \hat{n} \cdot \vec{v})^5}$$



com

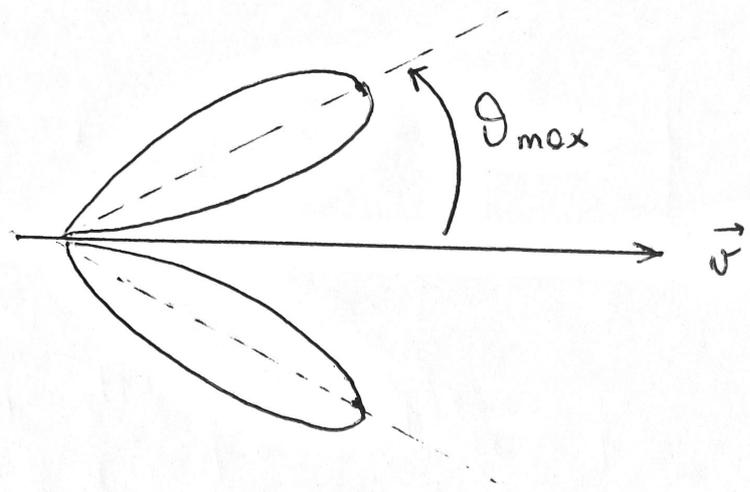
$$a^2 - (\hat{n} \cdot \vec{a})^2 = \underbrace{|(\hat{n} \cdot \vec{a})\hat{n} - \vec{a}|^2}_{\vec{a}_\perp} = |a_\perp|^2 = a^2 \sin^2 \theta$$

$$\hat{n} \cdot \vec{v} = v \cos \theta = \beta c \cos \theta$$

Portanto

$$\frac{dP_e}{d\Omega} = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{16\pi^2 c} \frac{\sin^2 \theta}{(1 - \beta \cos \theta)^5}$$

$$\lim_{\beta \rightarrow 0} \frac{dP_e}{d\Omega} = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{16\pi^2 c} \sin^2 \theta$$



Perceba que independente de β

$$\frac{dP_e}{d\Omega}(\theta=0) = 0$$

Já para partículas ultra-relativísticas, você deve mostrar que

$$\theta_{max} \approx \left(\frac{1-\beta}{2}\right)^{1/2} \quad \text{p/} \quad \beta \approx 1$$

A potência emitida independe do sinal da aceleração

Quando a partícula está desacelerando, a radiação é conhecida como radiação de bremsstrahlung