

# Relativité et Électromagnétisme : TD n°7

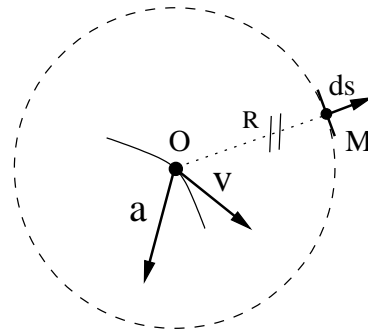
## — L7 —

### Rayonnement d'une particule chargée

Sébastien LEURENT & Marc LILLEY & Sylvain NASCIMBÈNE

22 mai 2012

## 1 Préliminaires : puissance et impulsion rayonnées par une charge en mouvement



Une particule chargée, de vitesse  $\mathbf{v}$  et d'accélération  $\mathbf{a}$ , passe par le centre O d'une sphère de rayon R à l'instant  $t_0$ . Un point M de la sphère est repéré par le vecteur unitaire  $\mathbf{n} = \mathbf{OM}/R$ . On considère l'ensemble du rayonnement émis par la particule entre les instants  $t_0$  et  $t_0 + dt_0$ .

(a) Déterminer l'intervalle de temps pendant lequel ce rayonnement traversera l'élément de surface  $ds\mathbf{n}$  autour de M.

(b) En déduire que la partie de l'énergie rayonnée entre  $t_0$  et  $t_0 + dt_0$  qui traversera  $ds$  s'écrit :

$$d\mathcal{E} = \mathbf{\Pi}(\mathbf{M}, t_0 + R/c) \cdot \mathbf{n} ds (1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{n}) dt_0.$$

(c) Conclure que la puissance rayonnée par unité d'angle solide s'écrit :

$$\boxed{\frac{d\mathcal{P}}{d\Omega} = \frac{d\mathcal{E}}{dt_0 d\Omega} = \frac{q^2}{16\pi^2 \varepsilon_0 c} \frac{\|\mathbf{n} \times ((\mathbf{n} - \boldsymbol{\beta}) \times \dot{\boldsymbol{\beta}})\|^2}{(1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{n})^5}} \quad (1)$$

(d) De la même manière, montrer que l'impulsion rayonnée par unité de temps et par unité d'angle solide s'écrit :

$$\frac{d\mathbf{P}}{dt_0 d\Omega} = \left( \frac{d\mathcal{P}}{d\Omega} \right) \frac{\mathbf{n}}{c}. \quad (2)$$

(e) (calculs longs, à faire chez soi) On va intégrer l'expression (1) afin de déterminer la puissance rayonnée par la particule. Pour cela, montrer tout d'abord que l'on a :

$$\mathcal{P} = \frac{q^2}{16\pi^2 \varepsilon_0 c} \left[ \dot{\boldsymbol{\beta}}^2 \mathbf{I} + 2(\dot{\boldsymbol{\beta}} \cdot \boldsymbol{\beta}) \dot{\beta}_i \mathbf{J}_i - (1 - \beta^2) \dot{\beta}_i \dot{\beta}_j \mathbf{K}_{ij} \right] \quad (3)$$

avec

$$I = \int \frac{d\Omega}{(1 - \mathbf{n} \cdot \boldsymbol{\beta})^3} = \frac{4\pi}{(1 - \beta^2)^2} \quad (4)$$

$$J_i = \int \frac{n_i d\Omega}{(1 - \mathbf{n} \cdot \boldsymbol{\beta})^4} = \frac{1}{3} \frac{\partial I}{\partial \beta_i} = \frac{16\pi\beta_i}{3(1 - \beta^2)^3} \quad (5)$$

$$K_{ij} = \int \frac{n_i n_j d\Omega}{(1 - \mathbf{n} \cdot \boldsymbol{\beta})^5} = \frac{1}{12} \frac{\partial^2 I}{\partial \beta_i \partial \beta_j} = \frac{4\pi}{3(1 - \beta^2)^3} \left( \delta_{ij} + \frac{6\beta_i \beta_j}{1 - \beta^2} \right) \quad (6)$$

Déduire finalement l'expression de la puissance rayonnée par la particule :

$$\mathcal{P} = \frac{q^2}{6\pi\epsilon_0 c^3} \left( \frac{\mathbf{a}^2 - (\mathbf{a} \times \boldsymbol{\beta})^2}{(1 - \beta^2)^3} \right) \quad (7)$$

On peut montrer, en utilisant une méthode analogue, que l'impulsion cédée au champ par la charge s'écrit quant à elle :

$$\frac{d\mathbf{P}}{dt_0} = \left( \frac{\mathcal{P}}{c} \right) \boldsymbol{\beta}. \quad (8)$$

(f) Considérons le mouvement d'une particule de charge  $q$ , soumise à l'action d'un champ magnétique. Le champ accélère la charge, celle-ci rayonne et perd de l'énergie. Or, d'après ce que vous savez de l'électrodynamique, la variation d'énergie de la particule s'écrit :

$$\frac{d\mathcal{E}}{dt} = q \mathbf{E} \cdot \mathbf{v}$$

Elle est donc nulle dans la situation considérée. Où est le problème ?

(g) On considère une particule de charge  $q$  animée d'une faible vitesse ( $v \ll c$ ). Montrer alors que la puissance rayonnée par unité d'angle solide s'écrit :

$$\frac{d\mathcal{P}}{d\Omega} = \frac{q^2}{16\pi^2\epsilon_0 c^3} a^2 \sin^2 \theta$$

où  $\theta$  est l'angle entre l'accélération  $\mathbf{a}$  et la direction  $\mathbf{n}$  considérée. Commenter cette relation.

(h) Montrer que l'expression de la puissance rayonnée par une particule non relativiste est donnée par l'expression suivante (formule de Larmor) :

$$\mathcal{P}_{\text{Larmor}} = \frac{q^2}{6\pi\epsilon_0 m^2 c^3} \left\| \frac{d\mathbf{P}}{dt} \right\|^2 \quad (9)$$

## 2 Rayonnement des électrons du LEP

Le LEP est un accélérateur circulaire de 27 km de circonférence dans lequel des électrons ( $m = 0.511$  MeV) sont portés à une énergie ultra-relativiste de 50 GeV.

Dans cet accélérateur, les électrons émettent un rayonnement électromagnétique au cours de deux phases bien précises de leur trajectoire qui sont :

- la phase d'accélération. En effet, à chaque tour, les électrons sont accélérés par un champ électrique.
- leur mouvement le long du tunnel du LEP, dans lequel un champ magnétique les dévie en permanence.

## 2.1 Rayonnement d'une charge accélérée linéairement

On considère dans un premier temps une particule de charge  $q$  en mouvement d'accélération linéaire. Les notations sont précisées sur la figure 1.

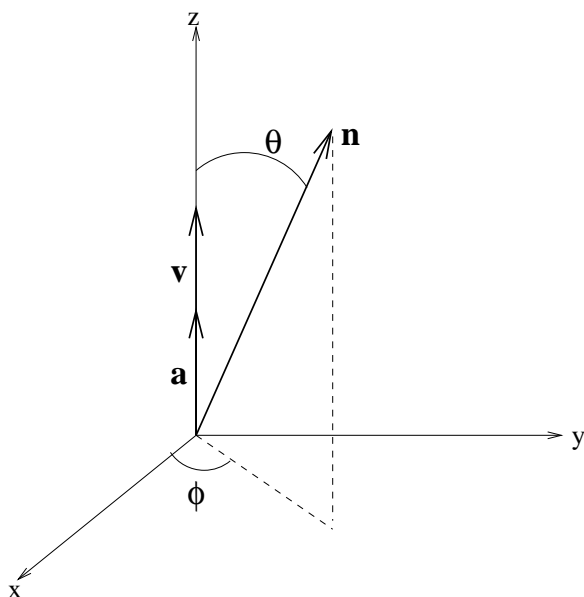


FIGURE 1: Mouvement linéaire

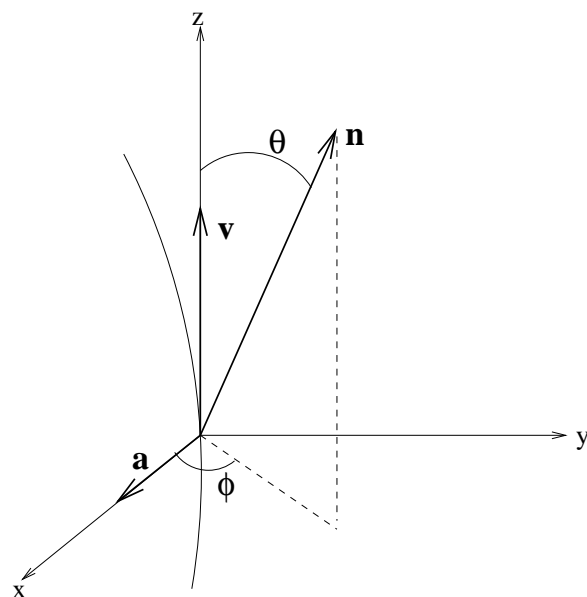


FIGURE 2: Mouvement circulaire

(a) Montrer que la puissance perdue par unité d'angle solide s'écrit :

$$\frac{d\mathcal{P}}{d\Omega} = \frac{q^2}{16\pi^2\epsilon_0 c^3} \frac{a^2 \sin^2 \theta}{(1 - \beta \cos \theta)^5}$$

(b) Etudier le diagramme de rayonnement en montrant en particulier que l'énergie est essentiellement rayonnée dans une direction définie par  $\theta_{\max} \simeq 1/2\gamma$  pour des vitesses proches de celle de la lumière.

(c) En utilisant (7), déterminer la puissance perdue par la particule. On mettra le résultat sous la forme :

$$\boxed{\mathcal{P}_{\text{lin}} = \frac{q^2}{6\pi\epsilon_0 m^2 c^3} \left(\frac{dp}{dt}\right)^2} \quad (10)$$

Commenter ce résultat et comparer avec la formule de Larmor.

## 2.2 Rayonnement d'une charge en mouvement circulaire

On envisage désormais la situation schématisée sur la figure (2). La particule de charge  $q$  est maintenant en mouvement circulaire uniforme. Le rayonnement caractéristique ainsi émis s'appelle le rayonnement synchrotron.

(a) Montrer que la puissance perdue par unité d'angle solide s'écrit :

$$\frac{d\mathcal{P}}{d\Omega} = \frac{q^2}{16\pi^2\epsilon_0 c^3} \frac{a^2}{(1 - \beta \cos \theta)^3} \left(1 - \frac{\sin^2 \theta \cos^2 \phi}{\gamma^2 (1 - \beta \cos \theta)^2}\right)$$

(b) En déduire que l'énergie est principalement rayonnée dans la direction de la vitesse avec une dispersion angulaire  $\delta\theta \simeq 1/\gamma$ .

(c) Montrer alors que la puissance perdue par la particule s'écrit (on utilisera toujours (7)) :

$$\mathcal{P}_{\text{circ}} = \frac{q^2}{6\pi\epsilon_0 m^2 c^3} \gamma^2 \left\| \frac{d\mathbf{p}}{dt} \right\|^2 \quad (11)$$

Comparer avec les résultats (9) et (10) établis précédemment.

### 2.3 Ordres de grandeur pour les électrons du LEP

Etablissons désormais quelques ordres de grandeur relatifs au mouvement des électrons du LEP.

#### phase d'accélération

Chaque tour, les électrons pénètrent dans une zone de longueur  $L = 100$  m où ils sont soumis à un champ électrique uniforme  $E = 5$  MV/m.

(a) En négligeant dans un premier temps le rayonnement, déterminer le gain en énergie des électrons  $\Delta\mathcal{E}$  après passage dans la cavité accélératrice.

(b) Montrer alors que l'énergie rayonnée s'écrit :

$$\mathcal{E}_{\text{ray}} = \frac{2}{3} \left( \frac{qEr_{\text{cl}}}{mc^2} \right) \Delta\mathcal{E}$$

où  $r_{\text{cl}}$  est le rayon classique de l'électron défini par :

$$\frac{q^2}{4\pi\epsilon_0 r_{\text{cl}}} = mc^2$$

Interpréter cette relation.

(c) Conclure alors que le rayonnement est totalement négligeable dans ce cas.

#### rayonnement synchrotron

(a) Déterminer l'ordre de grandeur du champ magnétique nécessaire pour courber la trajectoire des électrons.

(b) En déduire l'énergie perdue par un électron à chaque tour. Conclusion ?

### Formulaire

On rappelle que le champ électromagnétique rayonné à grande distance en un événement  $(\mathbf{r}, t)$  par une particule de charge  $q$  dont la trajectoire est fixée s'écrit :

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}, t) = \frac{q}{4\pi\epsilon_0 c} \left[ \frac{\mathbf{n} \times \left( (\mathbf{n} - \boldsymbol{\beta}) \times \dot{\boldsymbol{\beta}} \right)}{(1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{n})^3 R} \right]_{\text{ret}} \quad (12)$$

$$\mathbf{B}(\mathbf{r}, t) = \frac{\mathbf{n} \times \mathbf{E}(\mathbf{r}, t)}{c} \quad (13)$$

où toutes les quantités relatives à la particule sont considérées à l'instant retardé  $t_0(\mathbf{r}, t)$ .

Intégrales utiles :

$$\int_0^{\pi} \sin^3 \theta d\theta = \frac{4}{3} \quad (14)$$

$$\int_0^{\pi} \frac{\sin^3 \theta}{(1 - a \cos \theta)^5} d\theta = \frac{4}{3} \frac{1}{(1 - a^2)^3} \quad (15)$$

$$\int_a^{+\infty} \frac{dx}{\sqrt{x^7(x-a)}} = \frac{16}{15a^3} \quad (16)$$

$$\int_0^{+\infty} \frac{dx}{(x^2 + a^2)^2} = \int_a^{+\infty} \frac{dx}{x^3 \sqrt{x^2 - a^2}} = \frac{\pi}{4a^3} \quad (17)$$