

# Examen FC9 - Particules de Haute Energie

Jeu-di 7 janvier 2010

## I Particule relativiste dans un champ magnétique

10) Une particule dans un champ magnétique  $\vec{B}$  subit la force de Lorentz  $e \vec{v} \times \vec{B}$  et rayonne une puissance  $P = \frac{2}{3} \gamma^2 \frac{e^4 B^2 v_{\perp}^2}{m^2 c^5}$

→ présence d'une force de rétroaction.

La puissance émise est reliée à  $\gamma$  par  $\frac{d\gamma}{dt} mc^2 = -\frac{2}{3} \gamma^2 \frac{e^4 B^2}{m^3 c^5} c^2 \beta_{\perp}^2 m$   
Si on pose  $\omega_r = \frac{2 e^4 B^2}{3 m^3 c^5}$ , la pulsation de radiation on a

$$\frac{d\gamma}{dt} mc^2 = -\omega_r \gamma^2 mc^2 \beta_{\perp}^2 \rightarrow \boxed{\frac{d\gamma}{dt} = -\omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2}$$

(\*) Hypothèse de: l'accélération  $\frac{d\vec{v}}{dt}$  est perpendiculaire à  $\vec{v}_{\parallel}$  et donc  $\vec{B}$  car la perte d'énergie est provoquée par le mut en  $\vec{v}_{\perp}$  ☺

(\*) Projection sur  $\vec{v}_{\parallel}$ :

$$\frac{d\vec{p}}{dt} \cdot \vec{v}_{\parallel} = \frac{d\gamma}{dt} m \vec{v}_{\parallel} \cdot \vec{v}_{\parallel} = \vec{f}_{\text{rad}} \cdot \vec{v}_{\parallel} = -\omega_r m \beta_{\perp}^2 \gamma^2 \vec{v}_{\parallel} \cdot \vec{v}_{\parallel}$$

$$\rightarrow \boxed{\vec{f}_{\text{rad}, \parallel} = -m \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 \vec{v}_{\parallel}}$$

(\*) Projection sur  $\vec{v}_{\perp}$ :

$$\frac{d\vec{p}}{dt} \cdot \vec{v}_{\perp} = \frac{d\gamma}{dt} m \vec{v}_{\perp} \cdot \vec{v}_{\perp} + \gamma m \frac{d\vec{v}_{\perp}}{dt} \cdot \vec{v}_{\perp} = \vec{f}_{\text{rad}} \cdot \vec{v}_{\perp}$$

$$c^2 \frac{d\gamma}{dt} = \gamma^3 \frac{d\vec{v}_{\perp}}{dt} \cdot \vec{v}_{\perp} = \gamma^3 \frac{d\vec{v}_{\perp}}{dt} \cdot \vec{v}_{\perp} \quad \text{car } \frac{d\vec{v}_{\perp}}{dt} \perp \vec{v}_{\perp}$$

$$\rightarrow -m\omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 \vec{v}_{\perp} \cdot \vec{v}_{\perp} - \frac{m}{\gamma^2} c^2 \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 = \vec{f}_{\text{rad}} \cdot \vec{v}_{\perp}$$

$$\rightarrow \vec{f}_{\text{rad}} \cdot \vec{v}_{\perp} = -m\omega_r (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 + 1) \vec{v}_{\perp} \cdot \vec{v}_{\perp}$$

$$\vec{f}_{\text{rad}\perp} = -m\omega_r (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 + 1) \vec{v}_{\perp}$$

$$\Rightarrow \vec{f}_{\text{rad}} = -m\omega_r \left\{ \beta_{\perp}^2 \gamma^2 (\vec{v}_{\parallel} + \vec{v}_{\perp}) + \vec{v}_{\perp} \right\} =$$

$$\boxed{\vec{f}_{\text{rad}} = -m\omega_r (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 \vec{v} + \vec{v}_{\perp})}$$

(2°) Dans le cas du rayonnement synchrotron, on a  $v_{\perp} \gg v_{\parallel}$ , ce qui permet de négliger  $f_{\text{rad}\parallel}$  comme ( $\gamma \gg 1$ )

$$\vec{f}_{\text{rad}\text{syn}} \simeq -m\omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 \vec{v}_{\perp}$$

On utilise pour déterminer  $t_{\text{syn}}$  la relation  $\frac{d\gamma}{dt} = -\omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2$

$$\rightarrow \frac{d\gamma}{\gamma^2} = -\omega_r \beta_{\perp}^2 dt \rightarrow \int_{\frac{\gamma_0}{2}}^{\gamma_0} \frac{d\gamma}{\gamma^2} = -\int_{t_0}^{t_0+t_{\text{syn}}} \omega_r \beta_{\perp}^2 dt$$

On a  $\gamma_0 \gg 1$  donc en cours  $\frac{\gamma_0}{2} \gg 1 \rightarrow \beta_{\perp}$  reste de l'ordre de l'unité  
 $\rightarrow \beta_{\perp} \simeq \text{cste}$

$$\rightarrow \frac{2}{\gamma_0} - \frac{1}{\gamma_0} = \omega_r \beta_{\perp}^2 t_{\text{syn}} = \frac{1}{\gamma_0} = \frac{2}{3} \frac{e^4 B^2}{m^3 c^3} \beta_{\perp}^2 t_{\text{syn}}$$

$$\rightarrow \boxed{t_{\text{syn}} \simeq \frac{3}{2} \frac{m^3 c^5}{e^4 B^2 \beta_{\perp}^2 \gamma_0}}$$

2° Si on prend en compte les champs électrique et magnétique, l'évolution temporelle de l'énergie particulaire sera

$$\frac{d\vec{p}}{dt} \cdot \vec{v} = \frac{d\gamma}{dt} mc^2 = (e\vec{E} - m\omega_r (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 \vec{v}_{\perp} + \vec{v}_{\perp}) + e\vec{v} \times \vec{B}) \cdot \vec{v}$$

$$= eE_{\parallel} v_{\parallel} - m\omega_r (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 v_{\perp}^2 + v_{\perp}^2)$$

$$\rightarrow \frac{d\gamma}{dt} = \frac{eE_{\parallel}}{mc} \beta_{\parallel} - \frac{m\omega_r}{m} \beta_{\perp}^2 (\gamma^2 \beta_{\perp}^2 + 1)$$

On voit que  $\gamma^2 \beta_{\perp}^2 + 1 = \frac{\beta_{\parallel}^2 + 1 - \beta_{\perp}^2}{1 - \beta^2} = \gamma^2$

$$\rightarrow \frac{d\gamma}{dt} = \frac{eE_{\parallel}}{mc} \beta_{\parallel} - \frac{m\omega_r}{m} \beta_{\perp}^2 \gamma^2 = \omega_E \beta_{\parallel} - \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2$$

→ Accélération possible si  $\omega_E \beta_{\parallel} - \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 > 0$

$$\rightarrow \boxed{\gamma^2 < \frac{\omega_E}{\omega_r} \frac{\beta_{\parallel}}{\beta_{\perp}^2}} \rightarrow \text{Energie maximale!}$$

Si la particule possède une composante  $\beta_{\perp} \neq 0 \rightarrow$  Existence d'une énergie maximale fixée par les pertes synchrotron.

3° L'évolution des composantes de la vitesse est donnée par

$$\frac{d\vec{p}}{dt} \cdot \vec{v}_{\parallel} = eE_0 v_{\parallel} - m\omega_r (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 v_{\parallel}^2)$$

$$\rightarrow \frac{d\gamma}{dt} m v_{\parallel}^2 + \gamma m \frac{dv_{\parallel}}{dt} \cdot \vec{v}_{\parallel} = eE_0 v_{\parallel} - m\omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 v_{\parallel}^2$$

$$\rightarrow (\omega_E \beta_{\parallel} - \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2) m \beta_{\parallel}^2 + \gamma m \beta_{\parallel} \dot{\beta}_{\parallel} = \frac{eE_0}{c} \beta_{\parallel} - m\omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 \beta_{\parallel}^2$$

$$\rightarrow (\omega_E \beta_{\parallel} - \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2) \beta_{\parallel}^2 + \gamma \beta_{\parallel} \dot{\beta}_{\parallel} = \omega_E \beta_{\parallel} - \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2 \beta_{\parallel}^2$$

$$\rightarrow \boxed{\dot{\beta}_{\parallel} = \frac{\omega_E (1 - \beta_{\parallel}^2)}{\gamma} > 0}$$

$$\frac{d\vec{p}}{dt} \cdot \vec{v}_{\perp} = \frac{d\gamma}{dt} m v_{\perp}^2 + \gamma m \frac{dv_{\perp}}{dt} \cdot \vec{v}_{\perp} = -m\omega_r (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 v_{\perp}^2 + v_{\perp}^2)$$

$$\rightarrow (\omega_E \beta_{\parallel} - \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2) m \beta_{\perp}^2 + \gamma m \beta_{\perp} \dot{\beta}_{\perp} = -m\omega_r \beta_{\perp}^2 (\beta_{\perp}^2 \gamma^2 + 1)$$

$$\rightarrow \cancel{\omega_E \beta_{\parallel} - \omega_r \beta_{\perp}^2 \gamma^2} \beta_{\perp} = \frac{-m\omega_r}{\gamma m} \beta_{\perp} - \frac{\omega_E}{\gamma} \beta_{\parallel} \beta_{\perp}$$

$$\rightarrow \boxed{\dot{\beta}_{\perp} = -\frac{\beta_{\perp}}{\gamma} (\omega_r + \omega_E \beta_{\parallel}) < 0}$$

La vitesse de la particule tend à devenir telle que  $\beta_{\parallel} \rightarrow 1$  et  $\beta_{\perp} \rightarrow 0$

4° Dans ce régime de vitesse, on a

$$\frac{d\gamma}{dt} \simeq \omega_E \beta_{\parallel} \rightarrow \gamma(t) = \omega_E t + \gamma_0$$

On en déduit l'évolution de la vitesse parallèle :

$$\gamma^2 \simeq \frac{1}{1 - \beta_{\parallel}^2} = (\omega_E t + \gamma_0)^2$$

$$\Rightarrow \boxed{\beta_{\parallel}^2 \simeq 1 - \frac{1}{(\omega_E t + \gamma_0)^2}}$$

La composante perpendiculaire s'obtient sachant que

$$\dot{\beta}_{\perp} \approx -\frac{\beta_{\perp}}{\gamma} (\omega_r + \omega_E) = -\frac{\beta_{\perp}}{\omega_{Et} + \gamma_0} (\omega_r + \omega_E)$$

$$\rightarrow \frac{\dot{\beta}_{\perp}}{\beta_{\perp}} = -\frac{\omega_r + \omega_E}{\gamma_0 + \omega_{Et}} \rightarrow d(\ln \beta_{\perp}) = -d\left( \left(1 + \frac{\omega_r}{\omega_E}\right) \ln(\omega_{Et} + \gamma_0) \right)$$

$$\rightarrow \boxed{\beta_{\perp}(t) \approx \beta_{\perp_0} \left( \frac{\gamma_0}{\gamma_0 + \omega_{Et}} \right)^{1 + \frac{\omega_r}{\omega_E}}$$

### III Rayonnement de courbure

(1°) La particule a une vitesse qui est // à  $\vec{B}$  → les lignes étant courbées la particule subira une accélération dans R telle que

$$a \equiv \frac{v_{\parallel}^2}{R} \approx \frac{c^2}{R} \rightarrow \text{dans son référentiel propre l'accélération}$$

sera alors  $a' \equiv \gamma^2 \frac{c^2}{R} \Rightarrow$  Emission due à la courbure.

(2°) Si on considère la formule de Larmor, la puissance émise sera

$$P = \frac{2}{3} \frac{e^2 a'^2}{c^3} = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c} \Omega^2 \gamma^4 \quad \text{où } \Omega = \frac{c}{R} \text{ est la vitesse angulaire de la}$$

particule.  
Pour ce rayonnement, la rotation initiée par la courbure est similaire à la rotation autour du champ magnétique. Le champ magnétique correspondant vient de

$$\frac{e v_{\parallel} B_{\text{eff}}}{\gamma m c} = \frac{v_{\parallel}^2}{R} \rightarrow B_{\text{eff}} = \frac{\gamma m c v_{\parallel}}{e R} \approx \frac{m c^2 \gamma}{e R}$$

→ La fréquence d'émission principale sera

$$\boxed{\nu_c \approx \frac{\gamma^2 e B_{\text{eff}}}{m c} = \gamma^2 \frac{c}{R} = \gamma^2 \Omega}$$