

Exercice 1 *Particule dans un champ électromagnétique constant*

On considère le mouvement d'une particule de masse m et de charge e dans le champ électromagnétique défini par:

$\mathbf{B} = (0, 0, B)^T$ et $\mathbf{E} = (0, E, 0)^T$, avec $B > E/c$.

- i) Trouver la trajectoire de la charge dans le cas non-relativiste.
- ii) Trouver la trajectoire de la charge dans le cas relativiste en utilisant un boost dans un référentiel annulant le champ électrique.

Exercice 2 *Formule de Larmor relativiste*

On propose d'appliquer la formule de Larmor relativiste vue au cours. Soient les champs $\mathbf{E}(\mathbf{r}, t)$ et $\mathbf{B}(\mathbf{r}, t)$. Calculer l'énergie rayonnée par unité de temps $\frac{d\mathcal{E}}{dt}$ d'une particule chargée en fonction de sa vitesse. Considérer pour simplifier les vitesses suivantes:

- i) $\mathbf{v} \parallel \mathbf{E}$
- ii) $\mathbf{v} \parallel \mathbf{B}$
- iii) $\mathbf{v} \parallel \mathbf{E} \times \mathbf{B}$; Dans le cas d'un accélérateur circulaire (synchrotron), avec $\mathbf{E} = 0$, vérifier que les pertes d'énergie sont proportionnelles à \mathcal{E}^4 . [Indication: Utiliser le rayon de Larmor $\rho = \frac{m\gamma v}{qB}$, et l'approximation relativiste $v \sim c$].

Exercice 3 *Diffusion Thomson de Radiation*

Dans ce problème, on va calculer le section efficace de diffusion de la lumière d'une particule chargée dans la limite non-relativiste. On considère une onde électromagnétique plane monochromatique, d'une seule fréquence ω , qui incide contre une particule libre de charge e et masse m . On peut écrire le champ électromagnétique comme:

$$\mathbf{E}(\mathbf{x}, t) = \epsilon E_0 e^{i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{x} - \omega t)}. \quad (1)$$

- i) Trouver la puissance instantanée rayonnée par la charge pour unité d'angle solide et convertir ce résultat en la puissance *moyenne* temporelle pour unité d'angle solide, $\langle \frac{dP}{d\Omega} \rangle$.
- ii) On introduit maintenant le concept de section efficace de diffusion, qui est définie comme:

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{\text{Energie rayonnée/unité de temps/unité d'angle solide}}{\text{Flux d'énergie incidente / unité de surface / unité de temps}}, \quad (2)$$

Convertir $\langle \frac{dP}{d\Omega} \rangle$ trouvé en i) en la section efficace de diffusion et calculer la section de diffusion totale.

- iii)** Généraliser le résultat précédent en calculant la section efficace de radiation pour une onde incidente non-polarisée. On devrait obtenir la formule de Thomson pour la diffusion de photons d'une charge libre:

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{1}{2} \left(\frac{e^2}{mc^2} \right)^2 \cdot (1 + \cos^2 \theta), \quad (3)$$

où θ est l'angle entre la radiation rayonnée et l'axe de propagation défini par \mathbf{k} .

- iv)** Quand est-ce que l'approximation non-relativiste cesse d'être valide?