

Emission électromagnétique d'une particule chargée en mouvement accéléré

La controverse a été assez grande dans le milieu scientifique français en 1999 et 2000 à propos de la construction d'une nouvelle grande machine de rayonnement synchrotron, machine baptisée « Soleil », pour qu'à l'occasion de ce cours on ne prenne pas quelque temps pour expliquer comment un électron en mouvement non uniforme [$\dot{\mathbf{v}}(t) \neq 0$] émet une onde électromagnétique. Le phénomène est d'ailleurs plus général et c'est pourquoi il est bon de s'y attarder et de donner quelques exemples différents où les mêmes résultats sont valides

= la formule de Larmor

Le calcul de l'émission lumineuse par une charge accélérée est très compliqué parce qu'il implique l'utilisation de la relativité ; les formules du paragraphe précédent n'en sont qu'un avant-goût. Ce calcul est du domaine de l'option « relativité » associée au programme de licence. Mais revenons au cas plus simple d'un électron non relativiste [$\mathbf{v}(t) \ll c$] en donnant une autre forme aux formules vues plus haut.

Les potentiels scalaire et vectoriel d'une charge en mouvement sont donc :

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} q \frac{\mathbf{v}(\mathbf{r}', t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c})}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} \quad \text{et} \quad V(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} q \frac{1}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}$$

Dans ces deux expressions non relativistes on doit comprendre que la position \mathbf{r}' de la particule est à celle occupée au « temps retardé » :

$$t' = t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}$$

En écrivant que $\mathbf{B}(\mathbf{r}, t) = \text{rot}[\mathbf{A}(\mathbf{r}, t)]$ et en exprimant \mathbf{E} par les formules standard on obtient « aisément » :

$$\mathbf{B}(\mathbf{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} q \left\{ \frac{1}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^2} \left[\frac{\mathbf{v}(\mathbf{r}', t') \times (\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} + \frac{\dot{\mathbf{v}}(\mathbf{r}', t') \times (\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{c} \right] \right\}_{\text{ret}}$$

Le premier terme est celui qui donne la loi de Laplace ; c'est le seul qui existe si la charge a un mouvement uniforme. Le deuxième n'existe que si le vecteur vitesse dépend du temps. Comme le point d'observation \mathbf{r} est dans loin de la charge (\mathbf{r}'), \mathbf{B} est perpendiculaire à $(\mathbf{r} - \mathbf{r}')$. Quant au champ électrique, on l'obtient à la suite sous la forme :

$$\mathbf{E}(\mathbf{r},t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} q \left\{ \frac{1}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|^2} \left[\frac{(\mathbf{r}-\mathbf{r}')}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|} + \frac{1}{c^2} \frac{(\mathbf{r}-\mathbf{r}') \times (\mathbf{r}-\mathbf{r}') \times \ddot{\mathbf{V}}(\mathbf{r}',t')}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|} \right] \right\}_{\text{ret}}$$

Le premier terme est celui, classique, de Coulomb ; le deuxième est celui qui est nouveau et on vérifie qu'il donne un champ qui est perpendiculaire à \mathbf{B} et à $(\mathbf{r}-\mathbf{r}')$.

Le vecteur de Poynting associé à ces champs est donc dirigé dans la direction de $\mathbf{r} = r \mathbf{n}$. Si θ est l'angle entre \mathbf{n} et $\ddot{\mathbf{V}}$ on obtient :

$$\mathbf{R} = \mathbf{n} \frac{1}{36\pi^2} \frac{q^2}{\epsilon_0 r^2} \sin^2 \theta \ddot{\mathbf{V}}^2$$

En intégrant ce résultat pour toutes les directions on obtient l'énergie ϕ émise par unité de temps par la charge q , animée d'une accélération $\ddot{\mathbf{V}}$; c'est la formule non relativiste de Larmor

$$\phi = \frac{q^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2}{3} \frac{\ddot{\mathbf{V}}^2}{c^3}$$

Ce résultat étant établi, on peut se poser les questions suivantes : si une particule chargée a une énergie cinétique U et qu'elle a un mouvement non uniforme ($\ddot{\mathbf{V}} \neq 0$), quelle énergie perd-elle par rayonnement ?

- **mouvement uniformément accéléré.**

c'est le cas le plus simple : un champ électrique extérieur constant accélère la particule, comme on le fait dans un accélérateur linéaire de particules. Soit E ce champ.

$$\frac{qE}{m} = \ddot{\mathbf{V}}$$

le gain d'énergie par unité de temps sous l'influence du champ est : $\frac{dU}{dt} = qEv$; c'est cette quantité qu'il est significatif de comparer avec ϕ :

$$\phi / \frac{dU}{dt} = \frac{q^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2}{3} \frac{1}{c^3} \left(\frac{qE}{m} \right)^2 \frac{1}{qEv} = \frac{2}{3} \left[\frac{q^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{mc^2} \right] \frac{qE}{mcv}$$

Le terme entre crochets est homogène à une longueur ; c'est le « rayon R_0 de l'électron » ; $R_0 = 2.8 \cdot 10^{-15} \text{ m}$. Supposons pour faire simple que $v=c$ (dans un accélérateur on réalise cela aisément) ; $mc^2 = 0.5 \text{ MeV}$. Pour avoir un rapport de 1 il faudrait donc appliquer un champ de :

$$E = \frac{3}{2} \frac{1}{2.8 \cdot 10^{-15}} 10^6 \text{ V/m} \cong 5 \cdot 10^{20} \text{ V/m}$$

C'est impensable pour bien des raisons . Sauf , sauf que avec des lasers très intenses on n'est pas si loin du compte aujourd'hui ! d'où les projets qui existent dans le but d'engendrer des rayonnements par cette « technique » .

- mouvement circulaire uniforme à la vitesse v

On observe la particule qui tourne à une vitesse uniforme sur un cercle de rayon R ; l'accélération transverse est : $\omega^2 R$; on va examiner deux cas : le rayonnement synchrotron lorsqu'un électron tourne à une vitesse voisine de c sur un cercle de rayon de 100 m ; puis l'électron sur une orbite atomique avec un rayon de un angström .

: cas synchrotron ; on cherche à savoir combien un électron de vitesse c , d'énergie cinétique classique $U \cong mc^2$ perd d'énergie par rayonnement pendant un tour de durée T ; soit

$$\phi T / U = \frac{2}{3} r_0 \frac{1}{c^3} (\omega^2 R)^2 T = \frac{2}{3} r_0 / R$$

Si l'on croit ce résultat classique , cette valeur est absolument négligeable ; en fait , la particule ayant une vitesse voisine de celle de la lumière , il faut développer un calcul « relativiste » ; il change tout ! on trouve alors un résultat théorique qui est :

$$\phi T / U = \frac{2}{3} (r_0 / R) \gamma^4$$

$$\text{où } \gamma = \left[1 - \left(\frac{v}{c} \right)^2 \right]^{-\frac{1}{2}}$$

Tout est dans ce facteur qui peut être très grand , voisin de 10^4 dans les synchrotrons modernes qui confèrent aux électrons des énergies de l'ordre de quelques GeV . Dans ces conditions on comprend que la perte d'énergie par tour peut n'être plus négligeable et bien sûr mesurable . On cherche d'ailleurs à maximiser cette perte , car c'est elle qui se traduit par une énergie dsous forme de RX intenses .

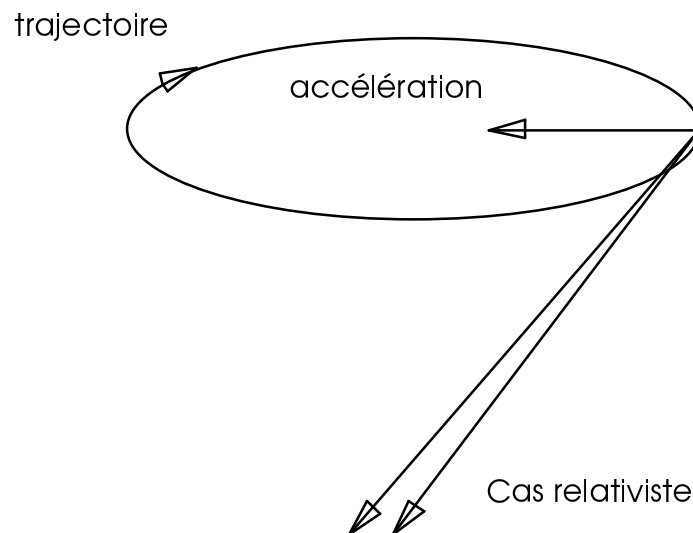
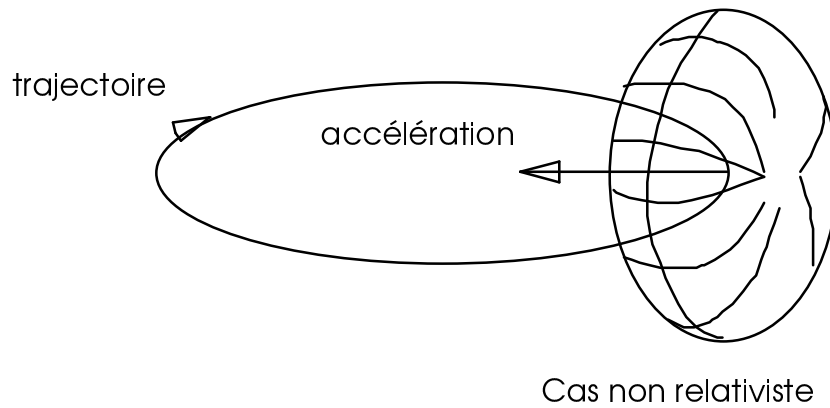
: cas de l'atome d'hydrogène ; un électron sur une orbite de Bohr . L'étudiant pourra faire un calcul classique , « pour voir » . remarque à relier au cours de mécanique quantique .

= Cas du mouvement circulaire : les synchrotrons .

Dans la pratique , les synchrotrons sont des machines qui accélèrent des électrons ou des positons jusqu'à leur donner des vitesses voisines de celle de la lumière ; ces particules tournent sur un cercle de quelques dizaines de mètres à 100 mètres de rayon ; elles sont accélérées par des klystrons puissants et leur trajectoire est courbée par des aimants permanents (application de Biot et Savart , tout simplement) . Avec de telles caractéristiques géométriques , l'émission se

fait dans le domaine des RX mous ou durs ; c'est en ce sens que ces sources sont précieuses pour les études structurales des matériaux cristallisés , en particulier dans le domaine de la biologie .

Ainsi le rayonnement issu d'un synchrotron est polarisé dans le plan de la machine . Le petit dessin ci dessous donne une idée de l'intensité rayonnée dans les cas relativiste et non relativiste .



En réalité , ce n'est pas tout à fait la fin de l'histoire ! dans les installations modernes on introduit des « dispositifs d'insertion » sur la trajectoire circulaire ; ils sont composés d'une longue succession d'aimants créant un champ magnétique vertical ; leurs pôles alternent rapidement le long de la trajectoire : + , - , + , - , + ; leur effet est de donner une petite composante sinusoïdale au mouvement des particules , augmentant beaucoup la brillance du faisceau de RX .

Guides d'ondes

On appelle guide d'onde un « tuyau » métallique vide , de section identique le long de l'axe générateur z , dont les parois sont faites d'un conducteur parfait . La question physique est : dans quelles conditions peut-on propager une onde électromagnétique dans la direction z .

On divise ces ondes en deux familles : dans la première $B_z = 0$; ce sont des modes transverses magnétiques (TM) ; dans la deuxième $E_z = 0$: ce sont des modes transverses électriques (TE) ; à titre d'exemple on traitera les modes TM à l'aide des équations de Maxwell agrémentées de leurs conditions aux limites .

= équation générale .

Dans le guide , on doit satisfaire aux équations homogènes ; si on cherche des ondes progressives le long de z , soit k leur vecteur d'onde parallèle à z et ω leur pulsation ; toutes les grandeurs fluctuantes ont même pulsation ; partons avec l'idée que :

$$E_z = e(x,y) \cos(\omega t - kz) \text{ et } B_z = 0$$

dans le vide les composantes de \mathbf{E} , donc E_z , doivent satisfaire à l'équation de propagation :

$$\Delta E_z - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 E_z}{\partial t^2} = 0$$

si elles existent les solutions doivent être telles que :

$$\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2}\right)E_z + \left(\frac{\omega^2}{c^2} - k^2\right)E_z = 0$$

$$\text{on posera : } \left(\frac{\omega^2}{c^2} - k^2\right) = \kappa^2$$

la dernière équation différentielle est singulière ; c'est une équation de dite de Kirshhoff à deux dimensions ; (voir chapitre suivant) .

Mais E_z doit aussi obéir aux conditions aux limites , c'est à dire être nul sur la surface latérale du guide ; pour aller plus loin on lui donnera une section rectangulaire : côté « a » parallèle à x et côté « b » parallèle à y . Devant une telle équation le premier reflexe est de chercher une solution factorisée : $e(x,y) = g(x) h(y)$:

$$\frac{1}{g(x)} \frac{\partial^2 g(x)}{\partial x^2} + \frac{1}{h(y)} \frac{\partial^2 h(y)}{\partial y^2} + \kappa^2 = 0$$

cela impose séparément :

$$\frac{1}{g(x)} \frac{\partial^2 g(x)}{\partial x^2} + \kappa_1^2 = 0 \quad \Rightarrow \quad g(x) = g \cos(\kappa_1 x)$$

$$\frac{1}{h(y)} \frac{\partial^2 h(y)}{\partial y^2} + \kappa_2^2 = 0 \quad \Rightarrow \quad h(y) = h \cos(\kappa_2 y)$$

$$\kappa^2 = \kappa_1^2 + \kappa_2^2$$

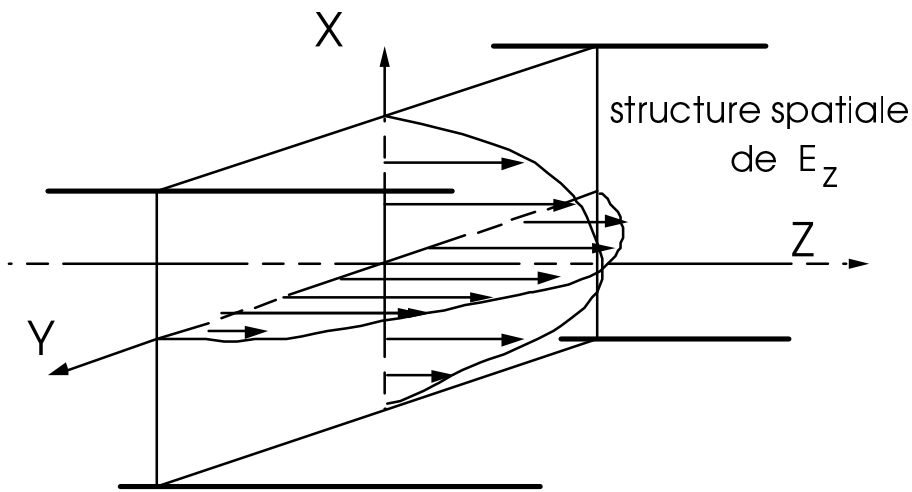
cela étant cette composante doit s'annuler pour $x=(+/-)a/2$ et $y=(+/-)b/2$; κ_1 et κ_2 ne peuvent donc être quelconques mais :

$$\kappa_1 = \frac{1}{a} (\pi + m\pi) \quad \kappa_2 = \frac{1}{b} (\pi + n\pi)$$

les indices n et m caractérisent un mode possible ; le premier est $n=0$ et $m=0$; les équations de maxwell étant linéaires en champs , chaque composante aura des variations spatiales et temporelles analogues à E_z , à une phase près ; on vérifie qu'elles sont compatibles entre elles pour s'assurer que la solution « bricolée » est une bonne solution . La

conclusion est que la géométrie du guide d'onde induit la loi de dispersion :

$$k^2 = \frac{\omega^2}{c^2} - \kappa^2 = \frac{\omega^2}{c^2} - \pi^2 \left(\frac{1}{a^2} + \frac{1}{b^2} \right)$$



section droite d'un guide d'ondes