

Université de Jijel-Faculté SEI-Département de Physique

3^{ème} Licence Physique Fondamentale (2016/2017)

Module: Relativité restreinte.

Durée: 2h



Examen

Exercice 01 : (05 pts)

Une particule de masse m_1 et de vitesse \vec{v} suivant l'axe des x entre en choc parfaitement mou avec une autre particule au repos de masse m_2 , pour former une particule de masse M de vitesse \vec{v}' suivant l'axe des x .

- 1) On suppose que la 4-impulsion du système est une quantité conservée, donner l'expression de la masse M en fonction de m_1 , m_2 et γ_{p_1} où $\gamma_{p_1} = 1/\sqrt{1 - v^2/c^2}$.
- 2) Comparer la masse M et la somme $m_1 + m_2$. Que peut-on déduire ?

Exercice 02 : (05 pts)

On réalise dans le référentiel du laboratoire (\mathcal{R}) une collision entre un photon d'énergie E_1 et d'impulsion \vec{p} suivant l'axe des x et un électron de masse $m = 0,5 \text{ Mev}/c^2$ au repos:

$$\gamma + e^- \rightarrow (e^+ + e^-) + e^-$$

collision engendrant un positron (même masse que l'électron avec une charge positive) et deux électrons.

- 1) Donner l'énergie totale E^* du système ($\gamma + e^-$) dans le référentiel du centre de masse (\mathcal{R}^*) en fonction de l'énergie E_1 dans (\mathcal{R}) du photon incident et la masse m de l'électron.
- 2) Montrer que cette réaction ne peut avoir lieu que si l'énergie du photon E_1 est supérieure à une valeur limite E_0 que l'on déterminera. Faire l'application numérique.

Exercice 03 : (04 pts)

Soit le tenseur du champ électromagnétique:

$$F^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 0 & -\frac{E_x}{c} & -\frac{E_y}{c} & -\frac{E_z}{c} \\ \frac{E_x}{c} & 0 & -B_z & B_y \\ \frac{E_y}{c} & B_z & 0 & -B_x \\ \frac{E_z}{c} & -B_y & B_x & 0 \end{pmatrix},$$

Développer l'expression $F^{\mu\nu}F_{\mu\nu}$ en termes de \vec{E} et \vec{B} .

Exercice 04 : (06 pts)

L'action relativiste relative à une particule libre est donnée par l'expression:

$$\mathcal{A} = \alpha \int_a^b ds$$

où a et b sont les positions initiale et finale de la particule aux instants respectifs t_1 et t_2 .

- 1) Que doit être cette action par un changement de référentiel galiléen ?
- 2) Trouver la valeur de la constante α en considérant la limite non relativiste.
- 3) En minimisant cette action, montrer qu'on obtient l'équation de mouvement de la particule libre:

$$\frac{dp_\mu}{d\tau} = 0$$

où $p_\mu = mv_\mu$.

Corrigé de l'Examen

Exercice 01 :

On applique la conservation de la quadri-quantité de mouvement avant et après le choc:

$$(\underline{p})_1 + (\underline{p})_2 = (\underline{p})'_3 \quad \dots \quad (a)$$

Avant le choc:

$$(\underline{p})_1 = \begin{pmatrix} \gamma_{p_1} m_1 c \\ \gamma_{p_1} m_1 v \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad (\underline{p})_2 = \begin{pmatrix} m_2 c \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix},$$

Après le choc:

$$(\underline{p})'_3 = \begin{pmatrix} \gamma_{p_3} M c \\ \gamma_{p_3} M v' \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

(a) \Rightarrow

$$\begin{pmatrix} \gamma_{p_1} m_1 c + m_2 c \\ \gamma_{p_1} m_1 v \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma_{p_3} M c \\ \gamma_{p_3} M v' \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

qui donne

$$\gamma_{p_1} m_1 + m_2 = \gamma_{p_3} M$$

$$\gamma_{p_1} m_1 \beta = \gamma_{p_3} M \beta',$$

avec $\beta = \frac{v}{c}$ et $\beta' = \frac{v'}{c}$. Prenons le carré puis faisons la différence:

$$\begin{aligned} & [\gamma_{p_1} m_1 + m_2]^2 - \gamma_{p_1}^2 m_1^2 \beta^2 = \gamma_{p_3}^2 M^2 - \gamma_{p_3}^2 M^2 \beta'^2 \\ & \Rightarrow \gamma_{p_1}^2 m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma_{p_1} m_1 m_2 - \gamma_{p_1}^2 m_1^2 \beta^2 = (1 - \beta'^2) \gamma_{p_3}^2 M^2 \\ & \Rightarrow [1 - \beta^2] \gamma_{p_1}^2 m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma_{p_1} m_1 m_2 = (1 - \beta'^2) \gamma_{p_3}^2 M^2 \end{aligned}$$

comme $(1 - \beta^2) \gamma_{p_3}^2 = 1$ et $[1 - \beta^2] \gamma_{p_1}^2 = 1$, on obtient:

$$M = \sqrt{m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma_{p_1} m_1 m_2}$$

2)

$$\begin{aligned} \text{comme } \gamma_{p_1} > 1 \Rightarrow 2\gamma_{p_1} m_1 m_2 > 2m_1 m_2 \Rightarrow m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma_{p_1} m_1 m_2 > m_1^2 + m_2^2 + 2m_1 m_2 \\ \Rightarrow m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma_{p_1} m_1 m_2 > (m_1 + m_2)^2 \Rightarrow \sqrt{m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma_{p_1} m_1 m_2} > m_1 + m_2 \\ \Rightarrow M > m_1 + m_2 \end{aligned}$$

\Rightarrow Une partie d'énergie cinétique s'est transformée en énergie de masse.

Exercice 02 :

$$\gamma + e^- \rightarrow (e^+ + e^-) + e^-$$

1) Ecrivons le 4-vecteur énergie-impulsion du système $(\gamma + e^-)$:

$$\text{dans } (\mathcal{R}) : \begin{pmatrix} \frac{E_1 + mc^2}{c} \\ \vec{p} \end{pmatrix}, \quad \text{dans } (\mathcal{R}^*) : \begin{pmatrix} \frac{E^*}{c} \\ \vec{0} \end{pmatrix}$$

L'invariance du carré du 4-vecteur énergie-impulsion du système $(\gamma + e^-)$ donne:

$$\frac{(E_1 + mc^2)^2}{c^2} - \vec{p}^2 = \frac{(E^*)^2}{c^2} \quad \dots (1)$$

mais pour le photon (particule de masse nulle): $E_1 = pc \Rightarrow p = E_1/c \quad \dots (2)$

remplaçons (2) dans (1), on obtient:

$$\begin{aligned} \frac{(E_1 + mc^2)^2}{c^2} - \frac{E_1^2}{c^2} &= \frac{(E^*)^2}{c^2} \Rightarrow 2E_1 mc^2 + m^2 c^4 = (E^*)^2 \\ \Rightarrow E^* &= \sqrt{mc^2 (2E_1 + mc^2)} \quad \dots (3) \end{aligned}$$

2) La réaction ne peut avoir lieu que si l'énergie disponible E^* dans (\mathcal{R}^*) est supérieure ou égale à l'énergie au repos des 3 particules e^+ , e^- et e^- obtenues; c'est-à-dire: $E^* \geq 3mc^2$ soit d'après (3):

$$\begin{aligned} mc^2 (2E_1 + mc^2) &\geq 9m^2 c^4 \\ \Rightarrow E_1 &\geq 4mc^2 \end{aligned}$$

Le seuil énergétique du faisceau de photons est donc: $E_0 = 4mc^2$

AN: $E_0 = 4(0,5) = 2 \text{ Mev.}$

Exercice 03 :

Soit le tenseur du champ électromagnétique:

$$(F^{\mu\nu}) = \begin{pmatrix} 0 & -\frac{E_x}{c} & -\frac{E_y}{c} & -\frac{E_z}{c} \\ \frac{E_x}{c} & 0 & -B_z & B_y \\ \frac{E_y}{c} & B_z & 0 & -B_x \\ \frac{E_z}{c} & -B_y & B_x & 0 \end{pmatrix}.$$

On a vu en cours que:

$$F_{\mu\nu} = g_{\mu\alpha}g_{\nu\beta}F^{\alpha\beta}$$

Puisque $F_{\mu\nu}$ est antisymétrique, on calcule seulement les éléments au-dessus de la diagonale:

$$\begin{aligned} F_{01} &= g_{0\alpha}g_{1\beta}F^{\alpha\beta} = g_{00}g_{11}F^{01} = -F^{01}, & F_{12} &= g_{1\alpha}g_{2\beta}F^{\alpha\beta} = g_{11}g_{22}F^{12} = F^{12} \\ F_{02} &= g_{0\alpha}g_{2\beta}F^{\alpha\beta} = g_{00}g_{22}F^{02} = -F^{02}, & F_{13} &= g_{1\alpha}g_{3\beta}F^{\alpha\beta} = g_{11}g_{33}F^{13} = F^{13} \\ F_{03} &= g_{0\alpha}g_{3\beta}F^{\alpha\beta} = g_{00}g_{33}F^{03} = -F^{03}, & F_{23} &= g_{2\alpha}g_{3\beta}F^{\alpha\beta} = g_{22}g_{33}F^{23} = F^{23} \end{aligned}$$

Alors,

$$(F_{\mu\nu}) = \begin{pmatrix} 0 & \frac{E_x}{c} & \frac{E_y}{c} & \frac{E_z}{c} \\ -\frac{E_x}{c} & 0 & -B_z & B_y \\ -\frac{E_y}{c} & B_z & 0 & -B_x \\ -\frac{E_z}{c} & -B_y & B_x & 0 \end{pmatrix},$$

Développons maintenant l'expression $F^{\mu\nu}F_{\mu\nu}$:

$$F^{\mu\nu}F_{\mu\nu} = F^{0\nu}F_{0\nu} + F^{1\nu}F_{1\nu} + F^{2\nu}F_{2\nu} + F^{3\nu}F_{3\nu}$$

On a le premier terme,

$$\begin{aligned} F^{0\nu}F_{0\nu} &= F^{0i}F_{0i} = -\left(F^{01}\right)^2 - \left(F^{02}\right)^2 - \left(F^{03}\right)^2 \\ &= -\frac{E_x^2}{c^2} - \frac{E_y^2}{c^2} - \frac{E_z^2}{c^2} = -\frac{\vec{E}^2}{c^2}. \end{aligned}$$

le deuxième,

$$\begin{aligned} F^{1\nu}F_{1\nu} &= F^{10}F_{10} + F^{12}F_{12} + F^{13}F_{13} \\ &= -\left(F^{10}\right)^2 + \left(F^{12}\right)^2 + \left(F^{13}\right)^2 \\ &= -\frac{E_x^2}{c^2} + B_z^2 + B_y^2 \end{aligned}$$

le troisième,

$$\begin{aligned}
F^{2\nu}F_{2\nu} &= F^{20}F_{20} + F^{21}F_{21} + F^{23}F_{23} \\
&= -\left(F^{20}\right)^2 + \left(F^{12}\right)^2 + \left(F^{23}\right)^2, \quad \text{puisque } F^{\mu\nu}F_{\mu\nu} = F^{\nu\mu}F_{\nu\mu} \\
&= -\frac{E_y^2}{c^2} + B_z^2 + B_x^2
\end{aligned}$$

le dernier terme,

$$\begin{aligned}
F^{3\nu}F_{3\nu} &= F^{30}F_{30} + F^{31}F_{31} + F^{32}F_{32} \\
&= -\left(F^{30}\right)^2 + \left(F^{13}\right)^2 + \left(F^{23}\right)^2 \\
&= -\frac{E_z^2}{c^2} + B_y^2 + B_x^2
\end{aligned}$$

il vient:

$$\begin{aligned}
F^{\mu\nu}F_{\mu\nu} &= -\frac{\vec{E}^2}{c^2} - \frac{E_x^2}{c^2} + B_z^2 + B_y^2 - \frac{E_y^2}{c^2} + B_z^2 + B_x^2 - \frac{E_z^2}{c^2} + B_y^2 + B_x^2 \\
\Leftrightarrow F^{\mu\nu}F_{\mu\nu} &= -\frac{\vec{E}^2}{c^2} - \frac{1}{c^2} (E_x^2 + E_y^2 + E_z^2) + 2(B_x^2 + B_y^2 + B_z^2) \\
\Leftrightarrow F^{\mu\nu}F_{\mu\nu} &= 2 \left(\vec{B}^2 - \frac{\vec{E}^2}{c^2} \right)
\end{aligned}$$

La quantité $F^{\mu\nu}F_{\mu\nu}$ est un scalaire de Lorentz.

Exercice 04 :

L'action relativiste relative à une particule libre est donnée par l'expression:

$$\mathcal{A} = \alpha \int_a^b ds$$

où a et b sont les positions initiale et finale de la particule aux instants respectifs t_1 et t_2 .

- 1) L'action doit être **invariante** par changement de référentiel galiléen.
- 2) Puisque $ds = cd\tau$ on a:

$$\begin{aligned}
\mathcal{A} &= \alpha \int_a^b cd\tau = \alpha \int_a^b c \frac{dt}{\gamma}, \quad \text{puisque } d\tau = \frac{dt}{\gamma} \\
\mathcal{A} &= \int_a^b \alpha c \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} dt, \quad \text{puisque } \gamma = 1/\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \\
\mathcal{A} &= \int_{t_1}^{t_2} \mathcal{L} dt,
\end{aligned}$$

tel que le lagrangien \mathcal{L} est:

$$\mathcal{L} = \alpha c \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

Aux faibles vitesses (limite non relativiste), on doit retrouver le lagrangien de la mécanique newtonienne:

$$\mathcal{L} = \alpha c \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \simeq \alpha c - \frac{v^2 \alpha}{2c}.$$

Pour que le terme en v^2 coïncide avec l'énergie cinétique, il faut que $\alpha = -mc$.

Ainsi, l'action s'écrit:

$$\mathcal{A} = -mc \int_b^a ds$$

3) En minimisant cette action, on a:

$$\begin{aligned} \delta \mathcal{A} &= -mc \int_b^a \delta ds \\ &= -mc \int_a^b \delta \sqrt{dx_\mu dx^\mu}, \quad \text{puisque } ds = \sqrt{dx_\mu dx^\mu}. \\ &= -mc \int_a^b \frac{1}{2} (dx_\mu dx^\mu)^{-\frac{1}{2}} \underbrace{[\delta(dx_\mu) dx^\mu + dx_\mu \delta(dx^\mu)]}_{=2\delta(dx_\mu) dx^\mu} \\ &= -mc \int_a^b \frac{dx^\mu}{ds} \delta(dx_\mu) = -mc \int_a^b \frac{1}{c} v^\mu \delta(dx_\mu) \quad , \text{puisque } ds = cd\tau \\ \delta \mathcal{A} &= -m \int_a^b v^\mu \delta(dx_\mu) \end{aligned}$$

On a de plus $\delta(dx_\mu) = d(\delta x_\mu)$, soit:

$$\begin{aligned} \delta \mathcal{A} &= -m \int_a^b v^\mu d(\delta x_\mu) \\ &= -m [v^\mu (\delta x_\mu)]_a^b + m \int_a^b dv^\mu \delta x_\mu \quad , \text{ par IPP} \end{aligned}$$

Ici, a et b repèrent les coordonnées d'espace-temps de deux événements entre lesquels on minimise l'action. Ainsi, les termes intégrés disparaissent car les variations δx_μ sont nulles aux extrémités de la ligne d'univers; $\delta x_\mu(a) = \delta x_\mu(b) = 0$.

Soit:

$$\begin{aligned} \delta \mathcal{A} &= \int_a^b m dv^\mu \delta x_\mu = \int_a^b \left(m \frac{dv^\mu}{d\tau} \right) d\tau \delta x_\mu \\ &= \int_a^b \left(\frac{dm v^\mu}{d\tau} \right) d\tau \delta x_\mu \end{aligned}$$

d'où l'équations du mouvement de la particule libre est telle que

$$\delta \mathcal{A} = 0 \Rightarrow \boxed{\frac{dp_\mu}{d\tau} = 0} \quad \text{où} \quad p_\mu = mv_\mu.$$