

Electromagnétisme de Born

|EB1

$$L_B = b^2 [1 - \sqrt{1 - 2L_0/b^2}]$$

il est clair que lorsque $|L_0| \ll b^2$ on a $L_B \approx L_0$.

c'est l'électro
= mag. usuel

L_B , comme L_0 et b^2 , a la dimension d'une densité d'énergie. Bien que L_0 soit différente de la densité d'énergie usuelle $u(\vec{r}, t)$, ces 2 quantités ont le même ordre de grandeur =

$$\begin{cases} L_0 = -\frac{1}{2\mu_0} (B^2 - E^2/c^2) \\ u = \frac{1}{2\mu_0} (B^2 + E^2/c^2) \end{cases}$$

il est donc légitime de considérer que la condition $u \ll b^2$ suffit à définir le régime dans lequel la théorie de Born se réduit à l'électrodyn. usuelle

∇_α Euler-Lagrange = $\partial_\alpha \left[\frac{\partial(L_B + L_{int})}{\partial(\partial_\alpha A_\beta)} \right] = \frac{\partial(L_B + L_{int})}{\partial A_\beta} \rightarrow -J^\beta$

or

$$\frac{\partial L_B}{\partial(\partial_\alpha A_\beta)} = \underbrace{\frac{\partial L_B}{\partial L_0}}_{1} \cdot \underbrace{\frac{\partial L_0}{\partial F_{\mu\nu}}}_{-\frac{1}{2\mu_0} F^{\mu\nu}} \cdot \underbrace{\frac{\partial F_{\mu\nu}}{\partial(\partial_\alpha A_\beta)}}_{\delta_\mu^\alpha \delta_\nu^\beta - \delta_\nu^\alpha \delta_\mu^\beta}$$

il vient donc $\frac{\partial L_B}{\partial(\partial_\alpha A_\beta)} = -\frac{1}{\mu_0} \frac{F^{\alpha\beta}}{\sqrt{1 - 2L_0/b^2}}$

puis Euler-Lagrange s'écrit :

$$\partial_\alpha \left(\frac{F^{\alpha\beta}}{\sqrt{1 - 2L_0/b^2}} \right) = \mu_0 J^\beta$$

on a bien sûr toujours $\partial_\alpha *F^{\alpha\beta} = 0$ - donc seules les [EB2]
 éqs. de Maxwell-Gauss et Maxwell-Ampère sont
 modifiées par la théorie de Born

Tenseur énergie-impulsion canonique:

$$(H)_{\mu}^{\nu} = \frac{\partial \mathcal{L}_B}{\partial(\partial_\nu A_\beta)} \partial_\mu A_\beta - \delta_{\mu}^{\nu} \mathcal{L}_B = -\frac{1}{\mu_0} \frac{F^{\nu\beta} \partial_\mu A_\beta}{\sqrt{1-2\mathcal{L}_0/b^2}} - \delta_{\mu}^{\nu} \mathcal{L}_B$$

on définit $\Psi^{\mu\nu\sigma} = \frac{1}{\mu_0} \frac{A^\mu F^{\nu\sigma}}{\sqrt{1-2\mathcal{L}_0/b^2}} = -\frac{1}{\mu_0} \frac{A^\mu F^{\sigma\nu}}{\sqrt{1-2\mathcal{L}_0/b^2}}$

en l'absence de charge ma: $\partial_\sigma \Psi^{\mu\nu\sigma} = -\frac{1}{\mu_0} \frac{F^{\sigma\nu} \partial_\sigma A^\mu}{\sqrt{1-2\mathcal{L}_0/b^2}}$
 car d'après Euler-Lagrange

$$\partial_\sigma \left(\frac{F^{\sigma\nu}}{\sqrt{\dots}} \right) = 0$$

donc on a $T_{\mu}^{\nu} = (H)_{\mu}^{\nu} + \partial_\sigma \Psi^{\mu\nu\sigma} = -\frac{1}{\mu_0} \frac{F^{\nu\beta} \partial_\mu A_\beta}{\sqrt{\dots}} - \delta_{\mu}^{\nu} \mathcal{L}_B$

cela donne

$$T_{\mu}^{\nu}(\vec{r}, t) = -\frac{1}{\mu_0} \frac{F^{\nu\beta} F_{\mu\beta}}{\sqrt{1-2\mathcal{L}_0/b^2}} - \delta_{\mu}^{\nu} \mathcal{L}_B$$

Electrostatique: $A^\mu = (\frac{\Phi}{c}, \vec{0})$ $J^\mu = (c\rho, \vec{0})$

$$F^{\mu\nu} F_{\mu\nu} = 2(b^2 - E^2/c^2) = -2E^2/c^2$$

et la composante $\beta=0$
 d'Euler-Lagrange s'écrit: $\partial_i \frac{F^{i0}}{\sqrt{1-\frac{\epsilon_0 E^2}{b^2}}} = \mu_0 c \rho$

où $F^{i0} = E^i/c$ cela s'écrit donc

$$\vec{\nabla} \cdot \left(\frac{\vec{E}}{\sqrt{1 - \epsilon_0 E^2/b^2}} \right) = \rho/\epsilon_0 = \frac{q}{\epsilon_0} \delta^{(3)}(\vec{r})$$

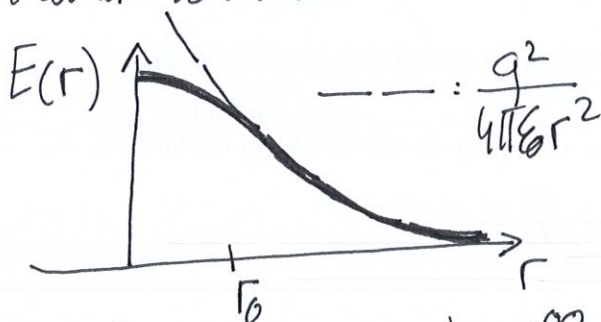
EB3

on sait que la solution de $\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \frac{q}{\epsilon_0} \delta^{(3)}(\vec{r})$ est $\vec{E} = \frac{q\vec{e}_r}{4\pi\epsilon_0 r^2}$ d'ici on peut écrire $\vec{E} = E(r)\vec{e}_r$ avec:

$$\frac{E}{\sqrt{1 - \epsilon_0 E^2/b^2}} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0 r^2} \text{ soit } E = \frac{q}{4\pi\epsilon_0 r^2} \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{\epsilon_0}{b^2} \left(\frac{q}{4\pi\epsilon_0 r^2} \right)^2}} = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{\sqrt{r^4 + b^4}}$$

$E(r)$ a l'allure suivante:

en définissant $b^4 = \frac{q^2}{(4\pi b)^2 \epsilon_0}$



Densité d'énergie: $u(\vec{r}, t) = T^{00} = -\frac{1}{\mu_0} \frac{F^{0\alpha} F_{0\alpha}}{\sqrt{1 - 2\alpha_0/b^2}} - \mathcal{L}_B$

cas électrostatique = $\alpha_0 = \frac{\epsilon_0}{2} E^2$ et $\mathcal{L}_B = b^2 [1 - \sqrt{1 - \epsilon_0 E^2/b^2}]$

alors que $F^{0\alpha} F_{0\alpha} = -(F^{01})^2 - (F^{02})^2 - (F^{03})^2 = -\vec{E}^2/c^2$

donc $u(\vec{r}) = \frac{\epsilon_0 E^2}{\sqrt{1 - \epsilon_0 E^2/b^2}} - b^2 [1 - \sqrt{1 - \epsilon_0 E^2/b^2}] = \frac{b^2}{\sqrt{1 - \epsilon_0 E^2/b^2}} - b^2$

soit $u(\vec{r}) = b^2 \left\{ \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{r_0^4}{r^4 + b^4}}} - 1 \right\} = b^2 \frac{\sqrt{r^4 + b^4} - r^2}{r^2}$

et l'énergie électrostatique $E_{chp} = \int u d^3r = 4\pi b^2 \int_0^\infty (\sqrt{r^4 + b^4} - r^2) dr$

changement de variable $r = b_0 u$ - cela donne =

$$E_{chp} = 4\pi b_0^3 b_1 \int_0^\infty (\sqrt{u^4 + 1} - u^2) du$$

$\alpha = 1.23605 \dots$

autre écriture $= \frac{q^2}{4\pi\epsilon_0 b_0}$

Base Nova

$$\mathcal{L} = \frac{i\hbar}{2} (\psi^* \partial_t \psi - \psi \partial_t \psi^*) - \frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \psi \partial_j \psi^* + \frac{g}{2} (\psi \psi^*)^2$$

Euler-Lagrange = $\partial_t \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi^*)} + \partial_j \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_j \psi^*)} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \psi^*}$

soit $-\frac{i\hbar}{2} \partial_t \psi - \frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \partial_j \psi = \frac{i\hbar}{2} \partial_t \psi + g \psi^2 \psi^*$

qui se met sous la forme = $-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \psi - g |\psi|^2 \psi = i\hbar \partial_t \psi$ (1)
(eq. de Gross-Pitaevskii)

l'autre eq., obtenue en faisant $\psi^* \leftrightarrow \psi$ dans Euler-Lagrange est la complexe conjuguée de celle-ci (c'est bien normal puisque \mathcal{L} est réel).

En prenant $\psi^*(1) - \psi(1)^*$ on obtient =

$$-\frac{\hbar^2}{2m} (\psi^* \partial_j \partial_j \psi - \psi \partial_j \partial_j \psi^*) = i\hbar (\psi^* \partial_t \psi + \psi \partial_t \psi^*) = i\hbar \partial_t \mathcal{J}$$

$$\underbrace{\partial_j (\psi^* \partial_j \psi - \psi \partial_j \psi^*)}_{-i\hbar \partial_j \mathcal{J}_j}$$

on a donc bien $\partial_t \mathcal{J} + \partial_j \mathcal{J}_j = 0$ (2)

on peut écrire =

$$\partial_t \mathcal{L} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \psi} \partial_t \psi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \partial_t \partial_t \psi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \partial_t \partial_k \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*)$$

$\rightarrow \partial_t \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \right] + \partial_k \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \right]$ avec Euler-Lagrange.

on peut mettre cela sous la forme plus condensée =

$$\partial_t \mathcal{L} = \partial_t \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \partial_t \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*) \right] + \partial_k \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \partial_t \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*) \right]$$

soit $\partial_t u + \partial_k S_k = 0$ (3)

S_k

avec $u = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \partial_t \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*) - \mathcal{L}$

les formes explicites de u et S sont =

$$S_j = -\frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \psi^* \partial_t \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*)$$

$$u = \frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \psi \partial_j \psi^* - \frac{q}{2} (\psi \psi^*)^2$$

$$= \frac{\hbar^2}{2m} |\nabla \psi|^2 - \frac{q}{2} |\psi|^4$$

[BN2]

les eqs. (2) et (3) montrent que les quantités $\mathcal{N} = \int d^3r \rho(\vec{r}, t)$ et $\mathcal{E} = \int d^3r u(\vec{r}, t)$ sont indépendantes du temps. Faisons la démonstration pour \mathcal{N} par exemple =

$$\frac{d\mathcal{N}}{dt} = \int d^3x \dot{\rho}_t = - \int d^3x \partial_j J_j$$

avec Gauss-Ostrogradski cette intégrale s'écrirait comme un flux sortant, et comme J_j décroît suffisamment vite à l'infini, ce flux est nul.

$$\sigma_{jk} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \partial_j \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*) - \delta_{jk} \mathcal{L}$$

$$= -\frac{\hbar^2}{2m} \partial_k \psi^* \partial_j \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*) - \delta_{jk} \mathcal{L}$$

on a effectivement $\partial_t g_j = \partial_k \sigma_{jk}$

démonstration (non demandée) =

$$\partial_j \mathcal{L} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \psi} \partial_j \psi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \partial_j \partial_t \psi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \partial_j \partial_k \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*)$$

$$\hookrightarrow \partial_t \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \right] + \partial_k \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \right] \text{ avec Euler-Lagrange.}$$

donc

$$\partial_j \mathcal{L} = \partial_t \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \partial_j \psi \right] + \partial_k \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \partial_j \psi \right] + (\psi \leftrightarrow \psi^*)$$

soit

$$-\partial_t \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \partial_j \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*) \right] = \partial_k \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_k \psi)} \partial_j \psi + (\psi \leftrightarrow \psi^*) - \delta_{jk} \mathcal{L} \right]$$

$$\partial_t g_j = \partial_k \sigma_{jk}$$

où $g_j = -\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi)} \partial_j \psi - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_t \psi^*)} \partial_j \psi^* = -\frac{i\hbar}{2} \psi^* \partial_j \psi + \frac{i\hbar}{2} \psi \partial_j \psi^* = m J_j$

$$\bullet X_j = \frac{1}{N} \int d^n x \ x_j \rho \quad \frac{dX_j}{dt} = \frac{1}{N} \int d^n x \ x_j \partial_t \rho$$

$$= -\frac{1}{N} \int d^n x \ x_j \partial_k J_k \quad (\text{Gauss-Ostrogr.})$$

$$= +\frac{1}{N} \int d^n x \ J_k \underbrace{\partial_k x_j}_{\delta_{jk}}$$

donc $V_j = \frac{dX_j}{dt} = \frac{1}{N} \int d^n x \ J_j = \frac{1}{Nm} \int d^n x \ g_j$

$$\frac{dV_j}{dt} = +\frac{1}{Nm} \int d^n x \ \partial_k \sigma_{jk} = 0 \text{ avec Gauss-Ostrogr.}$$

La vitesse du centre de masse est constante = normal, il n'y a pas de potentiel extérieur. Par un changement de ref. inertiel on peut prendre $\vec{V} = \vec{0}$. La position du centre de masse est fixe = on la prend comme origine des coordonnées.

$$\bullet R^2 = \frac{1}{N} \int d^n x \ |\vec{x}|^2 \rho \quad \frac{dR^2}{dt} = -\frac{1}{N} \int d^n x \ |\vec{x}|^2 \partial_j J_j$$

$$= \frac{1}{N} \int d^n x \ J_j \partial_j |\vec{x}|^2 = \frac{2}{N} \int d^n x \ J_j x_j$$

donc $\boxed{\frac{dR^2}{dt} = \frac{2}{mN} \int d^n x \ x_j g_j}$

si $\psi(\vec{x}, 0)$ est réel il est clair que $\vec{g}(\vec{x}, 0) = 0$ et donc $\left. \frac{dR^2}{dt} \right|_{t=0} = 0$

$$\frac{d^2 R^2}{dt^2} = +\frac{2}{mN} \int d^n x \ x_j \partial_k \sigma_{jk} = -\frac{2}{mN} \int d^n x \ \underbrace{\sigma_{jk} \partial_k x_j}_{\delta_{jk}} = -\frac{2}{mN} \int d^n x \ J_{jj}$$

et $\sigma_{jk} = -\frac{\hbar^2}{2m} \partial_k \psi^* \partial_j \psi - \frac{\hbar^2}{2m} \partial_k \psi \partial_j \psi^* - \delta_{jk} \mathcal{L}$

donc $\sigma_{jj} = -\frac{\hbar^2}{m} \partial_j \psi^* \partial_j \psi - n \mathcal{L}$

calcul de $\int d^n x \ \mathcal{L} = \int d^n x \ \left\{ \frac{i\hbar}{2} \psi^* \partial_t \psi - \frac{i\hbar}{2} \psi \partial_t \psi^* - \frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \psi \partial_j \psi^* + \frac{g}{2} |\psi|^4 \right\}$
 avec Gross-Pitaevskii on a :
 $i\hbar \partial_t \psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \partial_j \psi - g |\psi|^2 \psi$ et $-i\hbar \partial_t \psi^* = -\frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \partial_j \psi^* - g |\psi|^2 \psi^*$

donc

$$\frac{1}{2} \int d^n x \psi^* i \hbar \partial_t \psi = \frac{1}{2} \int d^n x \left(\frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \psi \partial_j \psi^* - g |\psi|^4 \right)$$

ici, j'ai fait une intég. par parties en utilisant Gauss-Ostrogradskii

$$\frac{1}{2} \int d^n x \psi (-i \hbar \partial_t \psi^*) = \frac{1}{2} \int d^n x \left(\frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \psi \partial_j \psi^* - g |\psi|^4 \right)$$

et, en regroupant tous les termes il vient $\int d^n x \mathcal{L} = -\frac{g}{2} \int d^n x |\psi|^4$

il vient donc $\int d^n x \sigma_{jj} = -2 \int d^n x \left(\frac{\hbar^2}{2m} \partial_j \psi \partial_j \psi^* - \frac{mg}{4} |\psi|^4 \right)$

si $m=2$ (ce qu'on supposera désormais) on reconnaît $u(\vec{x}/t)$

il vient donc en dimension 2 =

$$\frac{d^2 R^2}{dt^2} = \frac{4 \mathcal{E}}{Nm}$$

c'est une constante.

comme on s'est placé dans une configuration pour laquelle $\frac{dR^2}{dt} \Big|_{t=0} = 0$ on obtient :

$$R^2(t) = \frac{2 \mathcal{E}}{Nm} t^2 + R_0^2$$

collapse si et seulement si $\mathcal{E} < 0$. on voit donc que le collapse est impossible si $g < 0$ (répulsion entre les particules). Si $g > 0$ on peut avoir $\mathcal{E} < 0$ dans le cas où l'énergie potentielle prend le dessus sur l'énergie cinétique quantique.

$$\frac{\hbar^2}{2m} \int |\nabla \psi|^2$$

$$-\frac{g}{2} \int |\psi|^4$$