Physique subatomique

Théorie quantique des champs

La QFT est une théorie très réductionniste. L'idée est de comprendre le monde à partir de l'échelle la plus petite possible.

Remarque (Historique/Paradigme)

Démocrite à la première théorie "réductionniste". Il pense que les atomes sont agencé de manière aléatoire (non divine). Il pense que tout les atomes sont différents. Un théorie qui s'y oppose est la théorie des élément qui viennent seulement en 4 types mais ou tout est continue.

Ces deux théorie on été "combinée" par Dalton qui parlait d'atome d'un nombre de type fini.

En théorie quantique des champs est très continue. Des champs émane les particules et non le contraire.

Il existe une correspondance en QFT entre les types de particules (ex. éléctrons). et les champs. Il y a deux grandes catégories de champs (particlues donc) : les fermions (qui ont un spin demi-entier) et les bosons (qui ont un spin entier). Les fermions sont beaucoup moins "classiques" que les bosons.

			Familles	
	Q	1	2	3
	0	$ u_e$	$ u_{\mu}$	$ u_{ au}$
Leptons				
	-1	e	μ	au
	$\frac{2}{3}$	u	c	t
Quark	ΣS			b
	$\frac{-1}{3}$	d	S	

FIGURE 1 – fermions

Il est impossible d'isoler un quark seul. On ne peut qu'observer des combinaisons de quarks.

Tout les fermions sont décris par l'équation de Dirac. Au contraire, les bosons sont décris par des théories de Gauge. Bien que ces transformation de Gauge soient présenté comme relativement peut importante dans le cadre de l'éléctromagnétiste,

hot

 γ Photon [EM] $W^+, Z \text{ [faible]}$ spin 1 g gluons [forte] H Higgs sping 0 Graviton (Xd)

Figure 2 – bosons

c'est le fondement de la QFT.

Toutes les particules en QFT on une antiparticule qui leur est associé, bien que les bosons soient pour la plupart leur propre anti-particule (sauf $W^+ \leftrightarrow W^-$)

Les champ sont toujours dans leur état fondamentale, sauf lorsqu'il a des particules. L'exception à cette règle est le champ de Higgs qui a une valeur constante non-nulle.

Les masses

Remarque (unitées)

On n'utilise pas le système SI dans le cadre de la QFT. Les masses sont plutôt exprimées en MeV. On utilise également souvent les unités naturelles (c=1 $\hbar=1$). Le fait que c=1 \Longrightarrow on ne fait pas de différente entre longeur et temps. $\hbar=1$ \Longrightarrow $E=\omega$. Comme tout peut finalement s'exprimer en énergie on prend une on peut prendre une unité d'énérgie : le MeV.

 $(q, q, q) \leftrightarrow \text{baryons (sont des fermions)}$

proton
$$\rightarrow$$
 uud $\sim 238 \text{MeV} \sim 1 \text{GeV}$
neutron $\rightarrow udd \sim 237 MeV$

mesons $\rightarrow q\bar{q}$ (sont des bosons)

pions
$$\pi^0: u\bar{u} \quad \pi^+: u\bar{d} \quad \pi^-: \bar{u}d$$

Les muons : on deux cents fois la masses de l'éléctron.

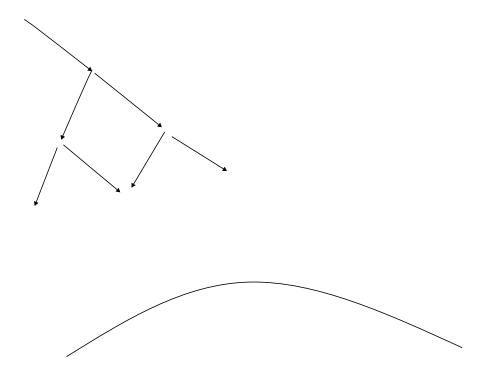


Figure 3 – pluie

Rappels sur la relativité

 ${\bf quadrivecteur}:$

$$x = (t, x, y, z)$$

$$x^{\mu} = [t, x, y, z]$$

$$p^{\mu} = [E, p]$$

$$k^{\mu} = [\omega, k] = \frac{1}{\hbar} p^{\mu}$$

$$j^{\mu} = [p, \vec{j}]$$

$$\partial_{\mu} = [\frac{\partial}{\partial t}, \nabla]$$

$$\begin{split} A'^{\mu} &= \Lambda^{\mu}_{\nu} A^{\nu} \text{Contravarient} \\ A'_{\mu} &= (\Lambda^{-1})^{\nu}_{\mu} A_{\nu} \text{Covarient} \end{split}$$

$$A_{mu} = g_{\nu\mu}A^{\nu} \qquad A^{\mu} = g^{\nu\mu}A_{\nu}$$

Où g est le tenseur métrique.

 ${\bf Quadrivecteur:}$

$$\partial_{mu}j^{\mu}(x)=\partial'_{\mu}j'^{\mu}\text{scalaire (donc invarient)}$$

Action je crois

$$S = \int_{t_i}^{t_f} \mathrm{d}t \frac{1}{2} m \mathbf{v}^2(T) \quad \text{non-relativiste}$$

$$\rightarrow -m \int_{A}^{V} d\tau = -m \int_{A}^{B} dt \sqrt{1 - \mathbf{v}^{2}} = -m \int_{A}^{B} dt \{1 - \frac{1}{2}\mathbf{v}^{+} \frac{12}{\mathbf{v}^{2}} - \cdots\} = -m(t_{B} - T_{a}) + \frac{1}{2} \int_{A}^{B} d\tau m \mathbf{v}^{2} - \cdots$$

$$L = -m\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}$$

$$\mathbf{p} = \frac{\partial L}{\partial \mathbf{v}} = \frac{m\mathbf{v}}{\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}}$$

$$H = \mathbf{p} d\mathbf{v} - L = \frac{m\mathbf{v}^2}{\sqrt{1 - v^2}} + m\sqrt{1 - v^2} = \frac{m}{\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}} = \sqrt{\mathbf{p}^2 + m^2}$$

4-impulsion

$$p^{\mu} = (E, \mathbf{p}) = mu^{\mu}$$

$$u^{\mu} = \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\tau} = \left(\frac{\mathrm{d}t}{\mathrm{d}\tau}, \frac{\mathrm{d}\mathbf{r}}{\mathrm{d}\tau}\right) = \left(\frac{1}{\sqrt{1-v^2}}, \frac{\mathbf{v}}{\sqrt{1-v^2}}\right)$$

Invarient associé au quadri-vecteur

$$p^{\mu}p_{mu} = p^2 = E^2 - \mathbf{p}^2 = m^2 \mathcal{U} = m^2$$
$$p^2 = m^2$$

$$\mathbf{v} = \frac{\mathbf{p}}{E}$$

masse nulle $\rightarrow p^2 = 0 \rightarrow T = |\mathbf{p}|$

$$p_{\pi} = (m_{\pi}, \mathbf{0})$$

$$p_\pi = p_\mu + p_\nu$$

$$p_{\nu} = p_{\pi} - p_{\mu}$$

$$p_{\nu}^2 = p_{\pi}^2 + p_{\mu}^2 - 2p_{\pi}p_{\mu}$$

$$0 = m_{\pi}^2 + m_{\mu}^2 - 2m_{\pi}E_{\mu}$$

$$E_{\mu} = \frac{m_{\pi}^2 + m_{\mu}^2}{2m_{\pi}}$$

$$E_{nu} = m_{\pi} - E_{\mu} = \frac{m_{\pi}^2 - m_{\mu}^2}{m_{\pi}} = |\mathbf{p}_{\nu}| = |\mathbf{p}_{\nu}|$$

$$|\mathbf{v}_{\mu}| = \frac{m_{\pi}^2 - m_{\mu}^2}{m_{\pi}^2 - m_{\mu}^2}$$

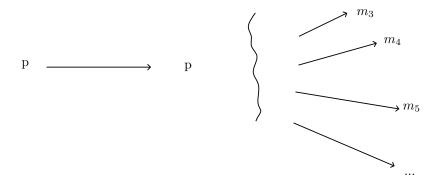


Figure 1 – proton incident

Énérgie de seuil? (Plus d'Énérgie cinétique à la fin)

$$E = \sum_{i=3}^{N} m_i$$

$$p_1^{\mu} + p_2^{\mu} = \sum_{i=3}^{N} p_i^{\mu}$$

$$(p_1^{\mu} + p_2^{\mu})^2 = \left[\sum_{i=3}^{N} p_i^{\mu}\right]^2 = \left(\sum_{i=3}^{N} m_i\right)^2$$

au <u>seuil</u> $p_i = (m_i, \mathbf{0})$

$$E_p = \frac{M_{\text{tot}}^2 - 2m_p^2}{2m_p}$$

L'énérige requise va comme le carré des masses.

Unités naturelles

$$\hbar c = 197 \text{MeV} \cdot \text{fm}$$

$$\frac{\hbar c}{m_e c^2} = \frac{197 {\rm MeV fm}}{0,511 {\rm MeV}} = 400 {\rm fm} \quad {\rm longueur~d'onde~de~Compton}$$

Constante de structure fine

$$\alpha = \frac{e^2}{4\pi\hbar c} \sim \frac{1}{137}$$

Heaviside-Lorentz

$$\epsilon_0 = 1$$
 $\mu_0 = 1$

$$\frac{\alpha \hbar}{m_e c} = \frac{e^2}{4\pi m_e c^2} = \mbox{ rayon classique de l'éléctron}$$

$$\frac{\hbar}{m_e\alpha c} = \frac{4\pi\hbar c\hbar}{e^2m_ec} = \frac{4\pi\hbar^2}{m_ee^2} = \text{ rayon de bohr}$$

$$\psi(\mathbf{r}) = \frac{1}{\sqrt{\nu}} e^{i\mathbf{p}\cdot\mathbf{r}}$$

Condition au limite périodiques à l'univers (une boîte bien sûr)

$$e^{ip_x L_x} = 1$$
$$\mathbf{p} = 2\pi \left(\frac{n_x}{L_x}, \frac{n_y}{L_y}, \frac{n_z}{L_z}\right)$$

où $n \in \mathbb{Z}$

$$\Delta p_x = \frac{2\pi}{L_x} \leftrightarrow \Delta n_x = 1$$

$$\Delta p_x \Delta p_y \Delta p_z = \frac{(2\pi)^3}{L_x L_y L_z} = \frac{(2\pi)^3}{\nu}$$

$$\sum_{\mathbf{p}} f_{\mathbf{p}} = \nu \int \frac{\mathrm{d}P}{(2\pi)^3} f_{\mathbf{p}}$$

$$\langle \mathbf{p}' | \mathbf{p} \rangle = \delta_{\mathbf{p}\mathbf{p}'} \& \sum_{\mathbf{p}} |\mathbf{p} \rangle \langle \mathbf{p}| = 1$$

$$\langle \mathbf{r} | \mathbf{p} \rangle = \frac{1}{\sqrt{\nu}} e^{i\mathbf{p} \cdot \mathbf{r}}$$

$$\delta_{\mathbf{p}\mathbf{p}'} \to \frac{(2\pi)^3}{\nu} \delta(\mathbf{p} - \mathbf{p}')$$
Normalisation continue
$$\begin{cases} \langle \mathbf{p}' | \mathbf{p} \rangle = (2\pi)^3 \delta(\mathbf{p} - \mathbf{p}'') \\ \int \frac{\mathrm{d}^3 P}{(2\pi)^3} \langle \mathbf{p} | \mathbf{p} \rangle = 1 \end{cases}$$

On a le problème que d^3P n'est pas invarient de Lorentz d^3pdp^0 en revanche l'est

$$d^3\gamma dt = d^4x = d^4x'$$

Le Jacobien

$$J = 1$$

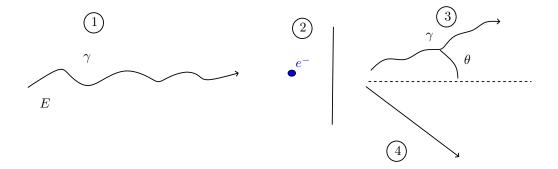
$$\int \frac{\mathrm{d}^3 P}{(2\pi)^3} \to \int \frac{\mathrm{d}^4}{(2\pi)^3} \delta(p^2 - m) \theta(p^0)$$
$$\int \frac{\mathrm{d}^4 P}{(2\pi)^3} \delta\left((p^0 - E_{\mathbf{p}})(p^0 + E_{\mathbf{p}})\right) \Theta(p^0)$$

$$E_{\mathbf{p}} = \sqrt{\mathbf{p}^2 + m^2}$$

$$\delta(\beta x) = \frac{1}{|\beta|}\delta(x)$$

$$\begin{split} \int \frac{\mathrm{d}^4 P}{(2\pi^3) 2E_p} \delta(p^0 - & E_p) = \int \frac{\mathrm{d}^3 P}{(2\pi)^3 2E_p} \\ \text{Normalisation relativiste} \begin{cases} \int \frac{\mathrm{d}^3 P}{(2\pi)^3 2E_p} \left\langle \mathbf{p} | \mathbf{p} \right\rangle = \mathbb{1} \\ \left\langle \mathbf{p} | \mathbf{p}' \right\rangle = 2E_{\mathbf{p}} \delta(\mathbf{p} - \mathbf{p}'(2\pi)^2) \end{cases} \end{split}$$

Exercice: Effet compton



 $Figure \ 1-effet \ compton$

Formulation en termes de 4-vecteur :

$$p_1 + p_2 = p_3 + p_4$$

$$(p_1 + p_2 - p_3)^2 = p_4^2 = m^2$$

$$p_1^2 + p_2^2 + p_3^2 + 2p_1p_2 - 2p_1p_3 - 2p_2p_3 = m^2$$

$$p_1p_2 = p_1^0p_2^0 - \mathbf{p}_1 - \mathbf{p}_2 - \mathbf{p$$

$$0 + m^{2} + 0 + 2Em - 2EE'(1 - \cos\theta) - 2E'm = m^{2}$$

$$\frac{1}{E'} - \frac{1}{m}(1 - \cos\theta) - \frac{1}{E} = 0$$

$$\frac{1}{E'} = \frac{1}{E} + \frac{1}{m}(1 - \cos\theta)$$

$$\frac{1}{E} = \frac{1}{|\mathbf{k}|} = \lambda = \frac{\lambda}{2\pi}$$

$$\Rightarrow \lambda' = \lambda + \underbrace{\frac{1}{m}}_{\lambda_{c}} (1 - \cos\theta)$$

Désintégration

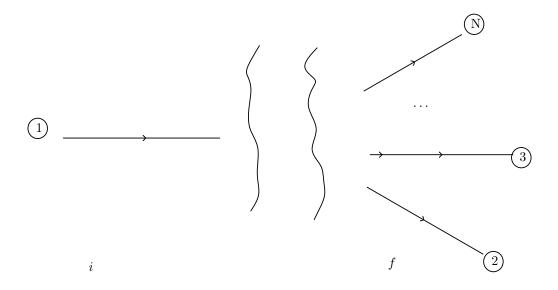


Figure 2 – Désintégration

Règle d'or de Fermi

$$\Gamma_{i \to f} = 2\pi |M_{fi}|^2 \delta(E_i - E_f)$$

$$M_{fi} = \langle f | V | i \rangle + \sum_{n} \frac{\langle f | V | n \rangle \langle n | V | i \rangle}{E_{i} - E_{n} + i0^{+}} + \sum_{n,m} \frac{\bar{f} V | n \rangle \langle n | V | m \rangle \langle m | V | i \rangle}{(E_{i} - E_{0} + i0^{+})(E - E_{m} + i0^{+})} + \cdots$$

La désintégration est un processus irréversible car il y a beaucoup plus d'état désintégré qu'autrement $\implies \Delta S > 0$

$$d\Gamma = 2\pi |M_{fi}|^2 \frac{d^3 P_2}{(2\pi^3)} \frac{d^3 P_3}{(2\pi^3)} \cdots \frac{d^3 P_N}{(2\pi^3)} \delta(E_1 - E_2 - E_3 - \dots - E_N)$$

$$M_{fi} = \mathcal{M}\delta_{\mathbf{p}_1 - \mathbf{p}_2 - \cdots}$$

$$\implies d\Gamma = 2\pi |\mathcal{M}_{fi}|^2 (2\pi)^2 \delta(\mathbf{p}_1 - \mathbf{p}_2 - \dots - \mathbf{p}_N) \delta(E_1 - E_2 - \dots - E_n) \frac{d^3 P_2}{(2\pi^3)} \frac{d^3 P_3}{(2\pi^3)} \cdots \frac{d^3 P_N}{(2\pi^3)}$$

$$= (2\pi)^4 \delta^4(p_1 - p_2 - p_3 - \dots - p_N) |\mathcal{M}_{fi}|^2 \frac{\mathrm{d}^3 P_2}{2E_2(2\pi)^3} \frac{\mathrm{d}^3 P_n}{2E_n(2\pi)^3} \frac{1}{2E_1} \qquad \text{N.C. N.R.}$$

La normalisation relativiste implique que le taux de transition est un invariant relativiste.

Désintégration à deux corps

$$d\Gamma = |M_{fi}|^2 \frac{1}{2E_1} \frac{dp_2}{(2\pi)^3 2E_2} \frac{d^3 P_3}{(2\pi)^3 2E_3} (2\pi)^4 \delta^4 (p_1 - p_2 - p_3)$$

Référentielle de la particule 1

$$E_1 = m_1$$

intègre sur d $^3p_3 \rightarrow \delta(\mathbf{p_1}^0 \mathbf{p_2} - \mathbf{p_3})$

$$\mathbf{p}_3 \rightarrow -\mathbf{p}_2$$

$$d^3p = p^2 dp d\Omega$$

$$\Gamma = \frac{1}{8\pi m_1} \int p^2 dp |M_{fi}|^2 \frac{\delta(m_1 - \sqrt{p^2 + m_7^2} - \sqrt{p^2 - m_7^2})}{\sqrt{\sqrt{}}}$$

Nouvelle variable d'intégration $E=\sqrt{p^2+m_2^2}\sqrt{p^2+m_3^2}$

$$\Gamma = \frac{1}{8\pi m_1} \int_{m_2 + m_3}^{\infty} dE \frac{p}{E} \delta(m_1 - E) |M_{fi}|^2 = \frac{1}{8\pi m_1^2} |M_{fi}|^2 \Big|_{E=m_1} |\mathbf{p}_2|$$

$$(m_1 > m_2 + m_3)$$

Loi exponentielle

N(t) : Nombre de particules

$$N(t + dt) = N(t) - N\Gamma dt$$

$$\frac{\mathrm{d}N}{\mathrm{d}t} = -\Gamma N \to N(t) = N(0)e^{-\Gamma t}$$

vie moyenne : $\tau \equiv \frac{1}{\Gamma}$

demi-vie : $t_{1/2} = \tau \ln 2$

$$\tau \Delta E \sim 1$$

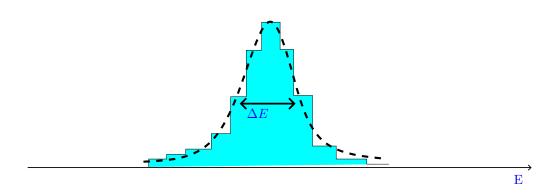


Figure 3 – histogramme avec pic

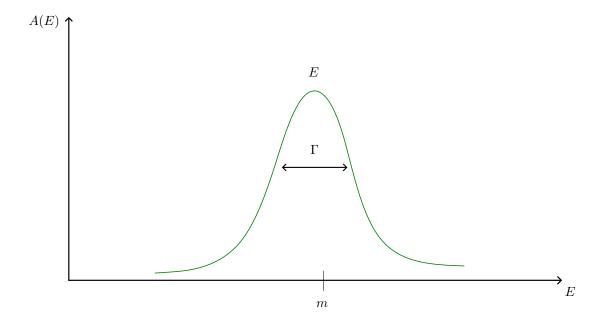


Figure 4 – blip bloup

$$A(E) = \frac{1}{2\pi} \frac{\Gamma}{(E - m^2)^2 + \frac{\Gamma^2}{4}}$$

Section Efficace : Brève révision

$$\Phi: \ {\rm Flux} \quad \frac{\# \ {\rm de \ particules}}{{\rm surface} \cdot {\rm temps}}$$

$$\frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}\Omega} = \text{ Section différentiable}$$

$$\sigma = \int d\Omega \frac{d\sigma}{d\Omega} = \text{ Section efficace}$$

Section différentielle de diffusion

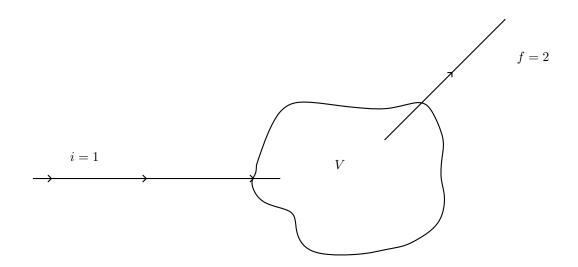


FIGURE 1 – diffusion par un potentiel fixe

$$\frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}\Omega} = \frac{1}{\Phi}\frac{\mathrm{d}\Gamma}{\mathrm{d}\Omega}$$

$$\Gamma = 2\pi \frac{1}{\nu} \int \frac{\mathrm{d}^3 P_?}{(2\pi)^3} |M_{fi}|^2 \delta(E_2 - E_1)$$

L'intégrale deviens, en coord sphérique :

$$\frac{1}{\nu} \int \frac{p_2^2 \mathrm{d} p_2 \mathrm{d} \Omega}{(2\pi)^3}$$

Non relativiste : $E_2 = \frac{p_2^2}{2m}$

$$\mathrm{d}E_2 = \frac{p_2}{m} \mathrm{d}p_2$$

$$\frac{d\Gamma}{d\Omega} = \frac{1}{(2\pi)^3} \nu \int |M_f i|^2 p_2 m dE_3 \delta(E_{2-E_1}) = \frac{1}{(2\pi)^3} \nu |M_f i|^2 |\mathbf{p}| m$$

$$\frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}\Omega} = \left(\frac{m}{2\pi}\right)^2 \nu^2 |M_{fi}|^2$$

Flux :
$$\rho \underbrace{v}_{\text{vitesse} = \frac{|\mathbf{p}|}{m}}$$

$$M_{fi} = \langle f | V | i \rangle = \langle \mathbf{p}_2 | V | \mathbf{p}_1 \rangle = d^3 r \langle \mathbf{p}_2 | \mathbf{r} \rangle V(\mathbf{r}) \langle \mathbf{r} | \mathbf{p}_1 \rangle$$

$$= \frac{1}{\nu} \int d^3 r e^{-i(\mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_1) \cdot \mathbf{r}}$$
$$= \frac{1}{\nu} \tilde{V}(\underbrace{\mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_1}_{\mathbf{q} = \text{tansfert de } p})$$

$$\frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}\Omega} = \left(\frac{m}{2\pi}\right)^2 \left|\tilde{V}(\mathbf{q})\right|^2$$

Exemple : Loi de Coulomb

$$V(\mathbf{r}) = \frac{e_1 e_2}{4\pi r}$$

$$abla^2 \phi = -\delta(\mathbf{r}) \qquad \phi(\mathbf{r}) = \frac{1}{4\pi r}$$

$$-\mathbf{q}^2 \tilde{\phi}(\mathbf{q}) = -1 \to \tilde{\phi}(\mathbf{q}) = \frac{1}{|q|^2}$$

$$\mathbf{q}^2 = \cdots 4 = \mathbf{p}^2 \sin^2 \frac{\theta}{2}$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\Omega} = \left(\frac{me_1e_2}{8\pi p^2}\right)^2 \mathrm{cosec}^4 \frac{\theta}{2}$$

$$\sigma = \int d\Omega \frac{d}{d\Omega} \to \infty$$

distribution de charge

$$V(\mathbf{r}) = \frac{e_1 e_2}{4\pi r} \to \frac{e_1 e_2}{4\pi r} \int d^3 r' \frac{\rho(\mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}$$

c'est une convolution!

$$\tilde{V}(\mathbf{q}) = \frac{1}{|\mathbf{q}|^2} \tilde{\rho}(\mathbf{q})$$

On obtiens donc un simple facteur de correction

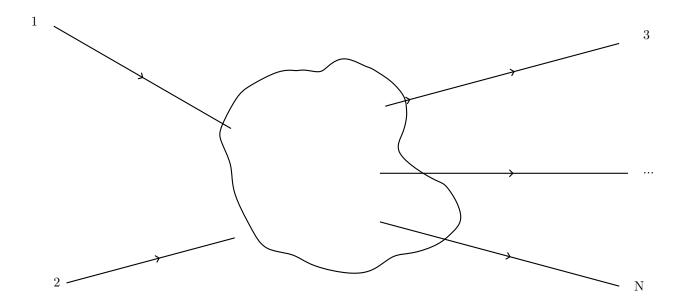


Figure 2 – diffusions à plusieurs particules

Diffusion à plusieurs particules

$$d\Gamma = |\mathcal{M}_{fi}|^2 \frac{d^3 P}{(2\pi)^3} (2\pi)^4 \delta^4 (p_{1+p_2} - p_3 - p_4 - \dots - p_N)$$
 [N.C.]

$$ext{NC} o ext{NR} \qquad |\mathbf{p}
angle_{ ext{NC}} = rac{1}{\sqrt{2E}} |\mathbf{p}
angle_{ ext{NR}}$$

$$d\sigma = \left| \mathcal{M}_{fi} \right|^2 \frac{E_1}{|\mathbf{p}|} \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3} \cdots$$

On veut trouver une quanité qui est egale à \mathbf{p}_1 dans le référentiel du laboratoire mais est aussi un invariant

$$(\underbrace{\mathbf{p}_1}_{(E_1,\mathbf{p}_1)}\underbrace{\mathbf{p}_2}_{(m_2,\mathbf{0})})^2 - (m_1m_2)^2$$

$$E_1^2 m_2^2 - m_1^2 m_2^2 = (E_1^2 - m_1^2) m_2^2 = \mathbf{p}_1^2 m_1^2 (m_2, \mathbf{0})$$

$$d = |\mathcal{M}_{fi}|^2 \frac{1}{4\sqrt{(p_1 p_2)^2 - (m_1 m_2)^2}} \frac{d^3 p_2}{2E_3(2\pi)^3} \cdots (2\pi)^4 \delta(p_1 + p_2 - p_3 - \cdots - p_N)$$

Résonances & masse invariante

Masse invariente de N particules

$$M^2 = \underbrace{(p_1 + p_2 + \dots + p_N)}_{p_{\text{tot}}} = (E_1 + \dots + E_n) - (\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 + \dots + \mathbf{p}_N)^2$$

$$\rho(E) = \frac{1}{2\pi} \frac{\Gamma}{(E - M)^2 + \left(\frac{\Gamma}{2}\right)^2}$$

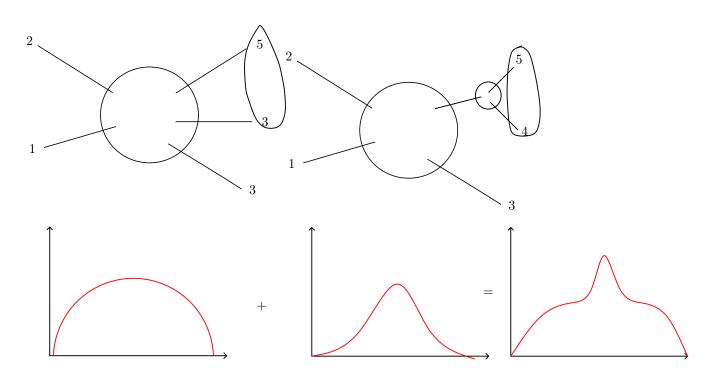


FIGURE 3 – Désintégration 2

Chaîne de masse μ

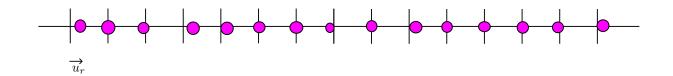


FIGURE 4 – Chaîne de masse

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2}\mu \sum_{r=1}^{N} \left\{ \dot{u}_r^2 - \Omega^2 u_r^2 - \Gamma^2 \left(u_r - u_{r+1} \right)^2 \right\}$$
$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{u}_r} - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial u_r} = 0$$

On tourne la manivelle :

$$\omega_q = \sqrt{\Omega^2 + 2\Gamma^2(1 - \cos q)}$$

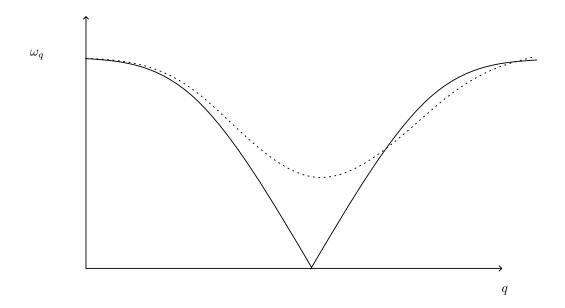


Figure 5 – relation de dispersion

Accél érateur et detecteur de particules

Sources naturelles

Avant les collisionuers, on utilisait des sources naturelles de paticules

- rayons α, β, γ
 - noyaux instables
- $-- \sim 100 200 keV.(Max dequel ques MeV)$
- rayons cosmiques
 - énergie jusqu'à 10^{19} eV mais incontrolables
 - surtout des protons
 - pas de concensus sur les origine

Générateur de Cockroft-Walton

- AC \rightarrow DC
- Initiallement utilisé comme accélérateur
- Encore utilsié comme premier stage
- max 1 MeV
- Courrant dans les appareil à rayons x

Générateur van de Graaf

 $10\mbox{-}20~\mbox{MeV}$ avec pression de Gaz inerte

Accélérateur tandem

(Accélérer en attirant puis en repoussant) 30 à 40 MeV

Accélérateurs linéaires (LINAC)

- Utilisé dans tout les complexes comme injecteurs
- Peu de perte radiatives
- SLAC (Stanford) $\sim 50 \text{ GeV} (e^-)$

Cavité accélératrice

Cavité en Mode TM

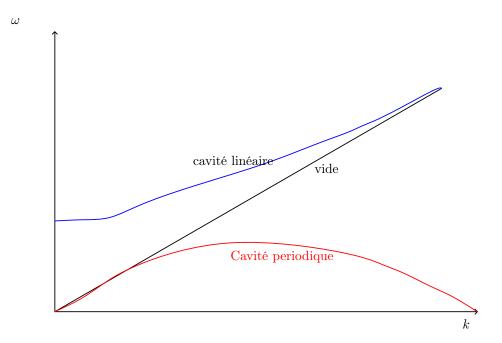


FIGURE 1 – relations de dispertion

Pertes radiatives

 $100~\mathrm{MeV}$ par tours

${\bf Cyclotron}$

Principe de l'indépendce de la fréquence vs Énérgie

Ne marche plus dans le domaine relativiste

 $\gamma \sim 1.5$

Syncotrons

Éléments discrets

- aiment dipolaire
- aiment quadripolaire
- cavité EM.

Champ B et fréquence sont ajustés.

Focalisaton Magnétique

On peut focuser un flux de particules avec des quatrupoles magnétiques alternants.

Collisionneurs

Deux faisceaux de sens opposées.

Maximise l'énérgie disponible lors de la création de particules

Pertes par ionisation des particules chargées

Formule de Bethe

Absorption des rayons gamma

- Compton
- Photoéléctrique
- Pair

Chambre à fils

Scintillateur

Détécteurs à été solide

Laboratoires

Diffusion de Neutron de basse énérgie (1KeV)

Le neutron est incident sur un noyeau de rayon de 5fm

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\Omega} \Big| \tilde{V}(\mathbf{q}) \Big|^2$$

$$\mathbf{q}^2 = 4\mathbf{p}^2 \sin^2 \frac{\theta}{2}$$

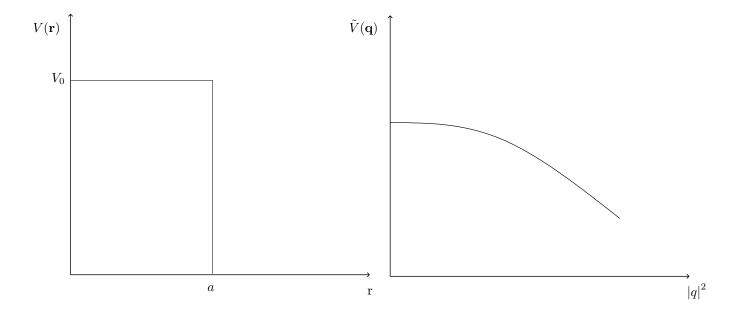


Figure 2 – potentiel

$$\tilde{V}(\mathbf{q}) = \int d^3r v(\mathbf{r}) e^{-i\mathbf{q}\cdot\mathbf{r}} \propto a^3 f(x)$$

$$x = |\mathbf{q}|a$$
 sans unités

le maximum de q est de 2pa? vraiment pas sur

$$2a\sqrt{2m_nT_n} = 2\cdot 5\text{fm}\sqrt{2\cdot 939\text{MeV}*0.001\text{MeV}}/(197\text{MeV}\cdot\text{Fm}) \approx 0.07$$

Puisque a est petit, $V({\bf r})$ est $piqu\acute{e}$ et donc \tilde{V} est presque constant .