



AKADEMIA GÓRNICZO-HUTNICZA IM. STANISŁAWA STASZICA W KRAKOWIE

AGH UNIVERSITY OF KRAKOW

Wstęp do Modelu Standardowego

Agnieszka Obłąkowska-Mucha

Wydział Fizyki i Informatyki Stosowanej Katedra Oddziaływań i Detekcji Cząstek Przekrój czynny:

- trochę teorii,
- trochę praktyki

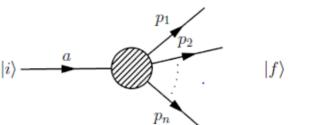


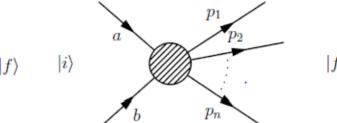


Jak powiązać rozważania teoretyczne z pomiarem?

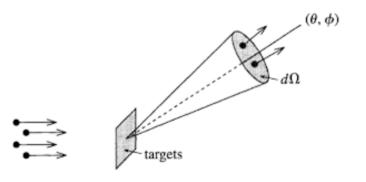
- Fizyka cząstek bazuje na dwóch typach obserwabli:
 - szybkość rozpadu (Decay Rate) [

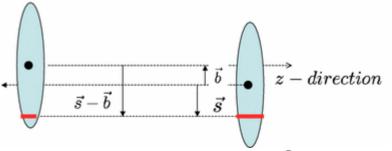






- Związek pomiędzy przewidywaniami teoretycznymi a pomiarem wyrażany jest przez macierz opisującą oddziaływanie i złotą regułę Fermiego (FGR)
- Macierz rozpraszania jest zapisywana w postaci operatora działającego na stan początkowy, w wyniku czego powstaje stan końcowy.
- T macierzy rozpraszania S wyznacza się różniczkowy przekrój czynny $d\sigma/d\Omega$, który jest najczęstszą obserwablą na eksperymentach w geometrii spektrometru (uwaga na później).
- Całkowity przekrój czynny σ wyznacza się z reguły na eksperymentach ze zderzaniem cząstek (jak z $d\sigma$ wyznaczyć σ ?)











Rozpraszanie - teoria a praktyka

Theory is when you know everything but nothing works.

Practice is when everything works but no one knows why.

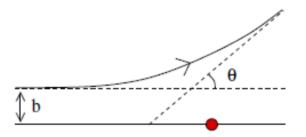
In our lab, theory and practice are combined: nothing works and no one knows why.

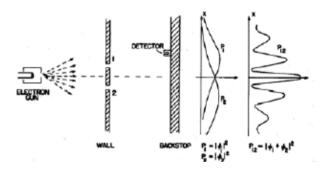
nothing works and no one knows why.

- Klasyczna teoria rozpraszania:
 - rozpraszanie twardych obiektów (sfer)
 - dobrze określone trajektorie
 - parametr zderzenia b.
- Kwantowa teoria rozpraszania:
 - rozpraszanie pakietów falowych
 - wyliczalne jedynie prawdopodobieństwa.

In theory, theory and practice are the same. In practice, they are not.

— Albert Einstein —



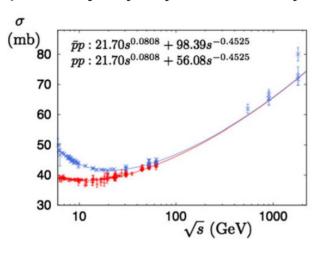


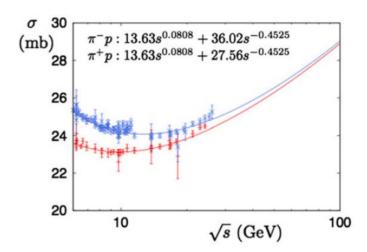




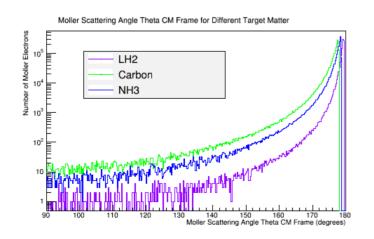
Przekrój czynny – wyniki FWE

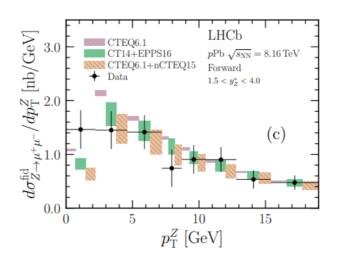
Całkowity przekrój czynny na oddziaływanie protonów/pionów:





Różniczkowy przekrój czynny:









Rozpraszanie (MK)

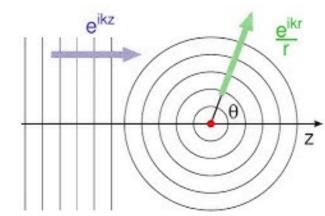
- Zajmiemy się rozpraszaniem elastycznym, cząstek bez spinu, nierelatywistycznych, oddziałujących poprzez potencjał $V(\vec{r}_1 \vec{r}_2)$, czyli rozpraszanie na potencjale $V(\vec{r})$,
- Mechanika kwantowa szukamy stanów własnych energii $\Psi(\vec{r},t)=\psi(\vec{r})e^{-iEt/\hbar}$, rozwiązujemy TISchR:

$$\left[-\frac{\hbar}{2m} \nabla^2 + V(\vec{r}) \right] \psi(\vec{r}) = E \psi(\vec{r}) \qquad E = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$$

$$\left[-\frac{\hbar}{2m} (\nabla^2 + k^2) + V(\vec{r}) \right] \psi(\vec{r}) = 0$$

Rozwiązanie jest postaci (dla dużych r, potencjał jest krótkozasięgowy):

$$\psi(\vec{r}) = e^{ikz} + f(\theta, \phi) \frac{e^{ikr}}{r}$$







Amplituda rozpraszania

- Funkcja $f(\theta, \phi)$ to amplituda rozpraszania (zespolona) opisuje względną zmianę amplitudy i fazy w stosunku do wiązki (fali) początkowej.
- Funkcja falowa daleko od tarczy (a tam są detektory) to superpozycja początkowej funkcji falowej i rozproszonej fali kulistej:

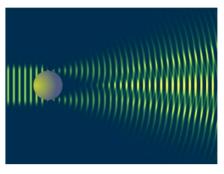
$$\psi(\vec{r}) = e^{ikz} + f(\theta, \phi) \frac{e^{ikr}}{r}$$



$$e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} = \frac{i}{2k} \sum_{\ell=0}^{\infty} i^{\ell} (2\ell+1) \left[\frac{e^{-i(kr-\ell\pi/2)}}{r} - \frac{e^{i(kr-\ell\pi/2)}}{r} \right] P_{\ell}(\cos\theta)$$

a potencjał zależy jest jedynie od r, mamy: $\psi(\vec{r}) \cong e^{i\vec{k}\cdot\vec{r}} + f(\theta)\frac{e^{ikr}}{r}$

$$f(\theta) = \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) f_{\ell}(k) P_{\ell}(\cos\theta)$$
 $f_{\ell}(k)$ – fale parcjalne rozproszonej amplitudy



scattering -link







Analiza fal parcjalnych

$$f(\theta) = \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) f_{\ell}(k) P_{\ell}(\cos \theta) \qquad \frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{1}{k^2} \left[\sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) e^{i\delta_{\ell}} \sin(\delta_{\ell}) P_{\ell}(\cos \theta) \right]^2$$

- Różniczkowy przekrój czynny (def), jest to stosunek rozproszonego strumienia do strumienia początkowego: $\frac{d\sigma}{d\Omega} = |f(\theta)|^2$
- Metoda fal parcjalnych polega na zapisaniu funkcji falowej jako serii fal oznaczanych momentem pędu

$$\psi(r,\theta) = \sum_{l=0}^{\infty} R_l P_l (\cos \theta)$$

i obliczeniu, co się z nimi dzieje pod wpływem potencjału U(r):

$$\left[\partial_r^2+\frac{2}{r}\partial_r-\frac{\ell(\ell+1)}{r^2}-U(r)+k^2\right]R_\ell(r)=0$$

$$U(r)=2mV(r)/\hbar^2$$

poczytaj więcej tutaj

- Metodę fal parcjalnych używa się przy niskich energiach lub w analizę spektroskopowej.
- Dla wysokich energii kontrybuuje zbyt wiele fal parcjalnych → Przybliżenie Borna





Diffrential cross-section

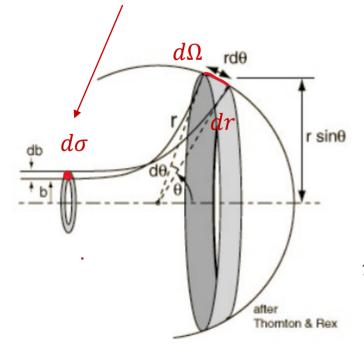
• Różniczkowy przekrój czynny (np. elektron w polu jądra, i.e. fala płaska rozpraszająca się na potencjale $V(\vec{r})$:

$$d\sigma \equiv \frac{\text{liczba cząstek rozproszona w jednostce czasu w kąt bryłowy } d\Omega}{\text{początkowy strumie} \acute{\text{n}} \left(\text{flux}\right) \text{cząstek}}$$

$$[d\sigma] = \frac{1/t}{m^2 1/t} = 1/m^2$$

strumień = liczba cząstek/(powierzchnia $d\sigma$ x czas)

• Inaczej - $d\sigma$ to powierzchnia, przez którą przechodzą cząstki rejestrowane w kącie bryłowym $d\Omega$.



dn – liczba cząstek w małej objętości objętej Ω ,

$$dn = \left| f(\theta, \phi) \frac{e^{ikr}}{r} \right|^2 r^2 d\Omega \, dr = |f(\theta)|^2 d\Omega \, dr$$

$$\psi_{scatt}^2$$

$$r^2d\Omega$$
 – powierzchnia wycinka $d\Omega$ $r^2d\Omega\,dr$ – objętość

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

$$= \int_{0}^{2\pi} d\phi \int_{0}^{\pi} \sin\theta \, d\theta \, \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega$$





Diffrential cross-section

Różniczkowy przekrój czynny (np. elektron w polu jądra, i.e. fala płaska rozpraszająca się na potencjale $V(\vec{r})$:

$$d\sigma \equiv \frac{\text{liczba cząstek rozproszona w jednostce czasu w kąt bryłowy } d\Omega}{\text{początkowy strumie\'n (flux) cząstek}}$$

$$[d\sigma] = \frac{1/s}{m^2 1/s} = 1/m^2$$

strumień = liczba cząstek/(powierzchnia $d\sigma$ x czas)

- Inaczej $d\sigma$ to powierzchnia, przez którą przechodzą cząstki rejestrowane w kącie bryłowym $d\Omega$.
- Cząstki przechodzą przez objętość tego małego elementu w czasie $dt = \frac{dr}{v} = \frac{dr}{n/m} = \frac{dr}{(\hbar k/m)}$.
- Zatem I. cząstek rozproszona w jednostce czasu: $\frac{dn}{dt} = \frac{\hbar k}{m} |f(\theta, \phi)|^2 d\Omega$
 - Początkowy strumień gęstość x prędkość= $|\phi|^2 \vec{v} = \left|e^{ikz}\right|^2 \frac{p}{m} \hat{z} = \frac{\hbar \kappa}{m} \hat{z}$
 - Początkowy strumieni gęstoso x prędnoso producoso prednoso pred
 - Różniczkowy przekrój czynny : $d\sigma = |f(\theta, \phi)|^2 d\Omega$

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = |f(\theta, \phi)|^2$$

poogladaj więcej tutaj

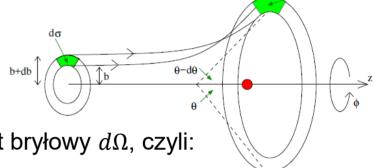




Całkowity przekrój czynny

gdy:
$$d\sigma = |f(\theta, \phi)|^2 d\Omega$$

to całkowity przekrój czynny: $\sigma = \int d\sigma = \int |f(\theta,\phi)|^2 \ d\Omega$



• Ogólnie: cząstka przechodząca przez mały przekrój d σ rozprasza się w kąt bryłowy $d\Omega$, czyli:

$$d\sigma = D(\theta)d\Omega$$

 W eksperymentach FWE ze zderzeniami liczbę cząstek padających na jednostkową powierzchnię tarczy w jednostce czasu nazywa się.....

ŚWIETLNOŚĆ (luminosity) £

- Mamy zatem liczbę cząstek przechodzących przez $d\sigma$: $dn = \mathcal{L} d\sigma = \mathcal{L} D(\theta) d\Omega$
- Co często podawane jest jako definicja przekroju czynnego:

$$D(\theta) = \frac{1}{\mathcal{L}} \frac{dN}{d\Omega}$$

Detektor rejestruje dN cząstek w $d\Omega$ i normalizujemy to do świetlności





Przybliżenie Borna

- Dla wysokich energii przekrój czynny (a raczej amplitudy rozpraszania) wyznacza się również stosując przybliżenie Borna.
- Zakładamy:
 - ✓ rozpraszanie jest procesem perturbacyjnym, oddziaływanie jest słabe, energia cząstki jest wysoka,
 - ✓ początkowa fala nie jest zaburzona przez potencjał $V(\vec{r})$.
- Funkcja rozproszonej fali wyrażana jest za pomocą funkcji Greena*:

$$\psi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}) = e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} - \frac{1}{4\pi} \int d^3r' \frac{e^{ik|\mathbf{r}-\mathbf{r'}|}}{|\mathbf{r}-\mathbf{r'}|} U(\mathbf{r'}) \psi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r'})$$

- W ten sposób rozkładamy rozproszoną falę jako perturbacyjny szereg z potencjałem rozpraszania.
 - człon "zerowy" to niezaburzona fala,
 - poprawka pierwszego rzędu: $\psi_{\mathbf{k}}^{(1)}(\mathbf{r}) = \phi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}) + \int d^3r' \, G_0(\mathbf{r},\mathbf{r}') U(\mathbf{r}') \psi_{\mathbf{k}}^{(0)}(\mathbf{r}')$
 - poprawka drugiego rzędu: $\psi_{\mathbf{k}}^{(2)}(\mathbf{r}) = \phi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}) + \int d^3r' \, G_0(\mathbf{r},\mathbf{r}') U(\mathbf{r}') \psi_{\mathbf{k}}^{(1)}(\mathbf{r}')$



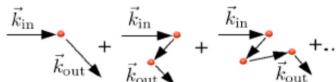


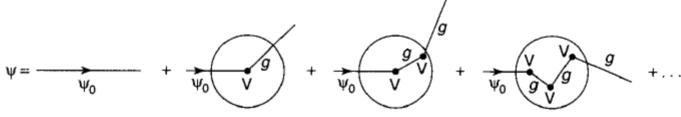
Przybliżenie Borna

• Amplituda rozpraszania dla $\psi_{\vec{k}}(\vec{r}) = e^{i\vec{k}\vec{r}} + f(\theta,\phi)\frac{e^{ikr}}{r}$ wygląda tak:

$$f(\theta, \phi) = -\frac{1}{4\pi} \langle \phi_{\mathbf{k}'} | U | \psi_{\mathbf{k}} \rangle \equiv -\frac{1}{4\pi} \int d^3 r' \, e^{-i\mathbf{k}' \cdot \mathbf{r}} U(\mathbf{r}') \psi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}')$$

 Można to interpretować, jako szereg wielokrotnych rozproszeń na potencjale.





$$\psi = \psi_0 + \int gV\psi_0 + \int gVgV\psi$$

 Co zainspirowała Feynmana do interpretacji rozproszenia jako diagramów z kolejnymi rzędami oddziaływania, a funkcja Greena to propagator





Przybliżenie Borna

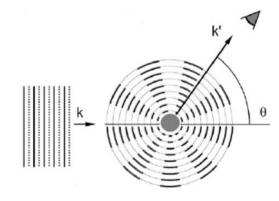
- Przekrój czynny: $\frac{d\sigma}{d\Omega} = |f|^2 = \frac{m^2}{(2\pi)^2 \hbar^4} |T_{\mathbf{k},\mathbf{k}'}|^2$
- Potencjał rozpraszania działa na stany pośrednie ϕ_k :

$$T_{\mathbf{k},\mathbf{k}'} = \langle \phi_{\mathbf{k}'} | V | \psi_{\mathbf{k}} \rangle$$

$$T_{\mathbf{k},\mathbf{k}'} = \langle \phi_{\mathbf{k}'} | V | \psi_{\mathbf{k}} \rangle$$
 $V(\mathbf{r}) = \hbar^2 U(\mathbf{r}) / 2m$

W pierwszym rzędzie przybliżenia Borna mamy:

$$f_{\rm Born} = -\frac{1}{4\pi} \langle \phi_{\mathbf{k'}} | U | \phi_{\mathbf{k}} \rangle$$



Przybliżenie Borna wprowadza element macierzowy oddziaływania, który jest miarą "siły" przejścia pomiędzy stanami $|i\rangle$ a $|i\rangle$.





Przybliżenie Borna - przykłady

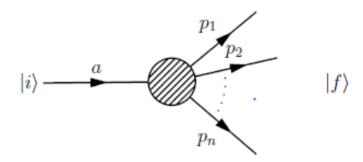
- Przybliżenie Borna stosuje się np. dla:
 - ightharpoonup potencjału Yukawy: $V(r) = \frac{1}{r}e^{-mr}$
 - potencjału Coulombowskiego (rozpraszanie Rutherforda)
 - rozpraszania elektronów na atomach, jonach,
 - rozpraszanie neutronów, promieniowania X na sieciach krystalicznych
 - > w wielu procesach z optyki i FCS, chemii kwantowej, etc
- Przybliżenie Borna nie podaje żadnych reguł, jakie stany są dozwolone, nie mówi nic o kinematyce – o tym będzie Złota Reguła Fermiego

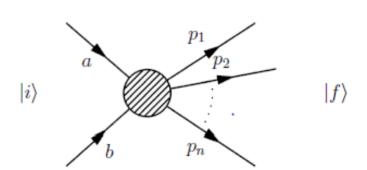




Jak powiązać rozważania teoretyczne z pomiarem?

- Fizyka cząstek bazuje na dwóch typach obserwabli:
 - szybkość rozpadu (Decay Rate) 🖊 pr-two rozpadu cząstki na jedn.czasu
- przekrój czynny (Scattering Cross Section) σ pr-two, że cząstki oddziałają, a właściwie powierzchnia, przez którą przechodzą oddziałujące cząstki
- Związek pomiędzy przewidywaniami teoretycznymi a pomiarem wyrażany jest przez macierz rozproszenia i złotą regułę Fermiego (FGR)
- Macierz rozpraszania jest zapisywana w postaci operatora działającego na stan początkowy, w wyniku czego powstaje stan końcowy.





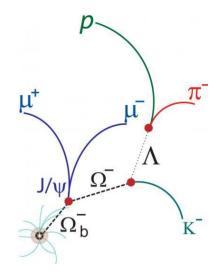




Rozpady

Rozpady są to procesy typu $a \rightarrow b + c + d$ W rozpadach interesuje nas:

- (średni) czas życia,
- sposób rozpadu,
- prawdopodobieństwo rozpadu



Czas życia:

rozpad ma charakter stochastyczny – każdy mion (np.) ma inną długość życia (nawet mion w spoczynku) i p-two rozpadu nie zależy od długości życia (rozpady eksponecjalne nie mają "pamięci"),

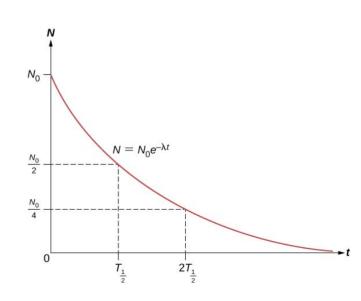
- można mówić p-twie na jedn.czasu, że mion się rozpadnie, czyli o decay rate Γ ,
- dla wielu obserwowanych mionów, liczba rozpadów:

$$dN = -\Gamma N dt$$

$$N(t) = N(0) e^{-\Gamma t} = N(0)e^{-\frac{t}{\tau}}$$

- mówimy o **średnim** czasie życia zgodnie z:

$$au=rac{1}{\Gamma}$$







Rozpady

Jeżeli cząstka rozpada się na *i*– sposobów, to:

$$dN = -N \Gamma_1 dt - N \Gamma_2 dt - \dots = -N \sum_i \Gamma_i = N \Gamma dt$$

gdzie całkowita szybkość rozpadu jest sumą wszystkich rozpadów parcjalnych:

$$\Gamma = \sum_i \Gamma_i$$

a względna częstość rozpadu (Branching Ratio, Branching Fraction):

$$BR(i) = \frac{\Gamma_i}{\Gamma}$$

2019 Review of Particle Physics.

M. Tanabashi et al. (Particle Data Group), Phys. Rev. D 98, 030001 (2018) and 2019 update.

STRANGE MESONS $(S = \pm 1, C = B = 0)$

$$K^+ = u \, \bar{s}, K^0 = d \, \bar{s}, \overline{K}^0 = \overline{d} \, s, K^- = \overline{u} \, s$$
, similarly for K^* 's

$$K_S^0 I(J^P) = 1/2(0^-)$$

Mode		Fraction (Γ_i / Γ)
▼ Hadronic modes		
Γ_1	$\pi^0\pi^0$	$(30.69 \pm 0.05)\%$
Γ_2	$\pi^+\pi^-$	$(69.20 \pm 0.05)\%$
P.	-+0	$(3.5^{+1.1}) \times 10^{-7}$







Złota Reguła Fermiego

Złota reguła Fermiego podaje przepis na prawd-two przejścia dla reakcji na jednostkę czasu (w odniesieniu do 1. cząstki tarczy):

$$W = \Gamma_{fi} = 2\pi |T_{fi}|^2 \varrho(E_i)$$
$$T_{fi} = \langle f|\widehat{H'}|i\rangle$$

 T_{fi} - element macierzowy amplitudy przejścia $i \to f$, przewidywania, teoria! $\widehat{H'}$ - hamiltonian oddziaływania (fizyka!)

Szybkość przejścia zależy zatem od:

- macierzy przejścia (teoria oddziaływań, dynamika procesu) T_{fi} ,
- liczby dostępnych stanów (zasady zachowania), która zależy od kinematyki $\varrho(E_i)$
- postaci stanów $|i\rangle$ i $|f\rangle$ (np. funkcja falowa)





Złota Reguła Fermiego

Alternatywna postać reguły:

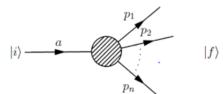
$$\Gamma_{fi} = 2\pi \int \left| T_{fi} \right|^2 \delta \left(E_i - E \right) dn$$

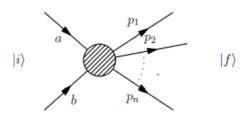
$$\Gamma_{fi} = 2\pi \left| T_{fi} \right|^2 \times (phase \, space)$$

FGR można wyprowadzić z równań relatywistycznych i nierelatywistycznych, dla zainteresowanych [1]: ale lepiej rozważyć "nasze" problemy:

- rozpady
- rozproszenia

od strony doświadczalnej i teoretycznej





[1] https://web2.ph.utexas.edu/~schwitte/PHY362L/QMnote.pdf

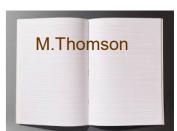
M. Thomson, Modern Particle Physics

D.J.Griffiths, Introduction to Elementary Particles, John Wiley @ Sons 1987, p. 198





FGR - rozpady



Rozpady $a \rightarrow 1 + 2$:

W pierwszym rzędzie rachunku zaburzeń amplituda przejścia:

$$T_{fi} = \langle \psi_1 \psi_2 | \widehat{H'} | \psi_a \rangle = \int \psi_1^* \psi_2^* \, \widehat{H'} \, \psi_a \, d^3 x \quad \int \psi^* \, \psi \, d^3 x = 1$$

A w przybliżeniu Borna stan początkowy i końcowy reprezentowany jest przez falę: $\psi(\vec{x},t) = A \, e^{i \, (\vec{p} \cdot \vec{x} - Et)}$

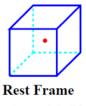
Niezmiennicza lorentzowsko postać ZRF jest nieco inna, funkcja falowa jest znormalizowana do całkowitej energii:

$$\int \psi'^* \psi' d^3 x = 2E \qquad \text{czyli:} \qquad \psi' = \sqrt{2E} \, \psi \quad <$$

 $M_{fi} = \langle \psi'_1 \psi'_2 \dots | \widehat{H'} | \psi'_a \psi'_b \dots \rangle = (2E_1 \cdot 2E_2 \cdot \dots \cdot 2E_a \cdot 2E_b \cdot \dots)^{1/2} T_{fi}$

Ogólnie dla procesu typu: $a + b + \cdots \rightarrow 1 + 2 + \cdots$

Niezmienniczy lorentzowsko element macierzowy liczony dla niezmienniczej fcji falowej ma postać:





1 particle/V

Lab. Frame
1 particle/(V/γ)

element przestrzeni transformuje się jak:

$$dV \rightarrow dV' = \gamma \ dV$$

TL energii:

$$E \rightarrow E' = \gamma E$$

gęstość pr-twa:

$$|\psi(x)|^2 \to |\psi'(x)|^2 = |\psi(x)|^2/\gamma$$

czyli:
$$|\psi'(x)|^2 = (2E)^{-1/2} |\psi(x)|^2$$





ZRF - rozpady cd

Dla rozpadu dwuciałowego $a \rightarrow 1 + 2$ Złota Reguła Fermiego jest w postaci:

$$\Gamma_{fi} = 2\pi \left. \int \left| T_{fi} \right|^2 \delta \left(E_a - E_1 - E_2 \right) dn \right|$$

Liczba dozwolonych stanów (zachowanie 4-pędu*:

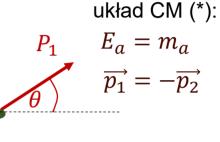
$$dn = (2\pi)^3 \delta^3(\overrightarrow{p_a} - \overrightarrow{p_1} - \overrightarrow{p_2}) \frac{d^3 \overrightarrow{p_1}}{(2\pi)^3} \frac{d^3 \overrightarrow{p_2}}{(2\pi)^3}$$

A w postaci niezmienniczej:

$$\Gamma_{fi} = \frac{(2\pi)^4}{2E_a} \int |M_{fi}|^2 \delta^3(\vec{p_a} - \vec{p_1} - \vec{p_2}) \frac{d^3\vec{p_1}}{(2\pi)^3 2E_1} \frac{d^3\vec{p_2}}{(2\pi)^3 2E_2}$$

Gdzie:

$$|M_{fi}|^2 = (2E_a \ 2E_1 \ 2E_2) |T_{fi}|^2$$



* $\delta(x-a)$ daje zero wszędzie z wyjątkiem x=a, $\int f(x)\delta(x-a)dx = f(a)$





ZRF – rozpady cd

W ukł spocz "a *":

$$\Gamma_{fi} = \frac{(2\pi)^4}{2E_a} \int \left| M_{fi} \right|^2 \delta \left(m_a - E_1 - E_2 \right) \delta^3(\vec{p_1} + \vec{p_2}) \frac{d^3 \vec{p_1}}{(2\pi)^3 2E_1} \frac{d^3 \vec{p_2}}{(2\pi)^3 2E_2}$$
 układ CM (

Liczę deltę po $\overrightarrow{p_2}$:

$$\Gamma_{fi} = \frac{(2\pi)^4}{2E_a} \int |M_{fi}|^2 \delta \left(m_a - E_1 - E_2 \right) \delta^3(\vec{p_1} + \vec{p_2}) \, \frac{d^3 \vec{p_1}}{(2\pi)^3 2E_1 2E_2}$$

$$E_2^2 = m_2^2 + p_1^2$$

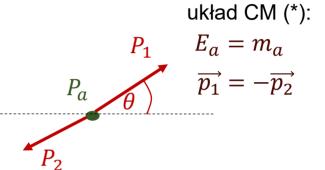
$$d^3p_1 = p_1^2 dp \sin\theta d\theta d\phi = p_1^2 dp d\Omega$$

$$\Gamma_{fi} = \frac{1}{32E_a} \int \left| M_{fi} \right|^2 \delta \left(m_a - E_1 - E_2 \right) \frac{p_1^2 dp}{E_1 E_2} d\Omega$$
 p-two rozpadu jest odwrotnie prop. do energii:

$$\Gamma_{fi} \propto \frac{1}{E_a},$$

$$\Gamma_{fi} = \frac{p^*}{32\pi^2 m_1^2} \int \left| M_{fi} \right|^2 d\Omega$$

$$p^* = \frac{1}{2m_a} \sqrt{[m_a^2 - (m_1 + m_2)^2][m_a^2 - (m_1 - m_2)^2]}$$



* $\delta(x-a)$ daje zero wszędzie z wyjątkiem x = a, $\int f(x)\delta(x-a)dx = f(a)$





ZRF - rozproszenie

Dla rozproszenia $a + b \rightarrow c + d$ Złota Reguła Fermiego jest w postaci:

$$\sigma = \frac{(2\pi)^4}{2E_a 2E_b (v_a + v_b)} \int \left| \frac{M_{fi}}{V_{fi}} \right|^2 \delta(E_a + E_b - E_c - E_d) \, \delta^3(\overrightarrow{p_a} + \overrightarrow{p_b} - \overrightarrow{p_c} - \overrightarrow{p_d}) \, \frac{d^3 \overrightarrow{p_c}}{(2\pi)^3 2E_c} \frac{d^3 \overrightarrow{p_d}}{(2\pi)^3 2E_d}$$

$$E_a + E_b = \sqrt{s}$$

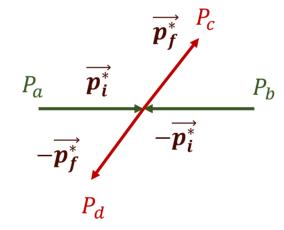
$$\overrightarrow{p_a} + \overrightarrow{p_b} = 0$$
 (w CMS)



.....

$$\sigma = \frac{1}{64\pi^2 s} \frac{p_f^*}{p_i^*} \int \left| M_{fi} \right|^2 d\Omega^*$$

a dla rozproszeń elastycznych $p_i^* = p_f^*$ mamy:



$$\sigma = rac{1}{64\pi^2 s} \int ig|M_{fi}ig|^2 d\Omega^*$$
 uwaga!





ZRF w eksperymencie

Mamy już zatem zakreślony (prosty) plan działania w FWE:

- 1. Formujemy teorię (hamiltonian)
- 2. Określamy zasady zachowania
- 3. Liczymy elementy macierzy przejścia M_{fi} i szerokość rozpadu Γ_{fi} (szybkość reakcji), czyli ogólnie prawdopodobieństwo przejścia
- 4. Budujemy eksperyment i mierzymy przekrój czynny σ .
- 5. Porównujemy nasze przewidywanie z doświadczeniem.

The difference between theory and practice is larger in practice than the difference between theory and practice in theory.

— Jan L. A. van de Snepscheut –