CZĄSTKI ELEMENTARNE I ODDZIAŁYWANIA

II RELATYWISTKA, ZDERZENIA, ROZPADY ŚWIETLNOŚĆ AKCELERATORA

Agnieszka Obłąkowska-Mucha

http://home.agh.edu.pl/~amucha/ Katedra Oddziaływań i Detekcji Cząstek

Cząstki relatywistyczne

- Jaką cząstkę nazywamy relatywistyczną? Jaka energia uważana jest za relatywistyczną?
- Ważne, ponieważ wyniki pomiaru (np. czas życia, droga) będą zależeć od układu odniesienia.
- Każda teoria powinna być niezmiennicza względem transformacji układu.
- Czterowektory (kontawariantne) (c = 1):
 - położenia: $x^{\mu} = (t, x, y, z)$
 - energii i pędu: $P^{\mu} = (E, p_x, p_y, p_z)$
 - potencjału: $p^{\mu} = (\varphi, \vec{A})$
 - gęstości prądu: $j^{\mu} = (\rho, j)$

$$x_{\mu} = (t, -x, -y, -z)$$

kowariantny 4-wektor

$$x_{\mu} = g_{\mu\nu}x^{\nu}$$

Czterowektor to obiekt, który transformuje się względem transformacji Lorentza jak (zad: TL w 3D, transf. odwrotna):

$$p'_{x} = \gamma(p_{x} - \beta E)$$
$$E' = \gamma(E - \beta p_{x})$$

$$E' = \gamma (E - \beta p_x)$$

$$x' = \gamma(x - \beta t)$$

$$t' = \gamma(t - \beta x)$$

$$X' = \Lambda X$$

a kwadrat czterowektora, czyli iloczyn skalarny: $P^2 = p_{\mu}p^{\mu}$ jest niezmiennikiem transformacji Lorentza,

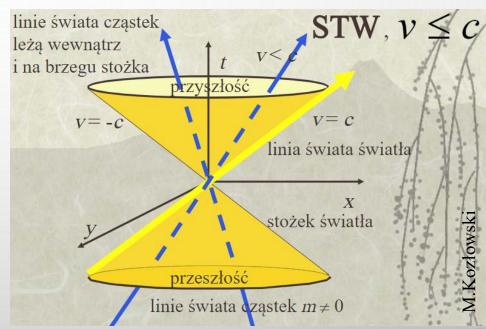
kwadrat czterowektora energii i pędu nazywany jest masą (niezmienniczą):

 $m^2 = E^2 - \vec{p}^2$

$$P^2 = p_{\mu}p^{\mu} \equiv m^2$$
 $m^2 = E^2 - \vec{p}^2$

Jest to definicja masy obiektów swobodnych (nieoddziałujących), zarówno punktowych, jak i złożonych.

- dla czterowektora położenia interwał czasowy $ds^2 = c^2 dt^2 dx^2 dy^2 dz^2$ jest niezmiennikiem TL (ma taką samą wartość we wszystkich układach odniesienia).
 - $\text{gdy } P^2 = p_{\mu}p^{\mu} > 0$, to 4-wektor nazywamy czasowym (time-like, czasopodobnym), v < c, zdarzenia mogą być połączone przyczynowo
 - gdy $P^2 = p_{\mu}p^{\mu} < 0$, to 4-wektor nazywamy przestrzennym (space-like, przestrzennopodobnym), v > c
 - gdy $P^2 = p_{\mu}p^{\mu} = 0$, v = c (light-like)



Jakie cząstki uważamy za relatywistyczne?

$$E=m$$
 $p=mv$ $E=m_0 \gamma$ $p=m_0 \gamma \beta$ $p=E \beta$

$$E - p = E(1 - \beta)$$

co z jednostkami? dopiszmy!

cząstka	energia	masa spoczynkowa m ₀	γ	β	E-p	Relatywisty- czna
elektron	1 MeV	511 keV	2			tak
elektron	1 GeV	511 keV	$2 \cdot 10^3$	0,9999999995		tak
proton	1 GeV	1 GeV	1		5 MeV	nie
proton	100 GeV	1 GeV	10^2			tak
foton	1 GeV	0		1	0	tak

Jeżeli różnica pomiędzy energią cząstki a jej masą spoczynkową jest dużo większa od masy spoczynkowej, to taka cząstka uważana jest za relatywistyczną, a do obliczeń przyjmuje się, że jest cząstką bezmasową.

$$E = p$$

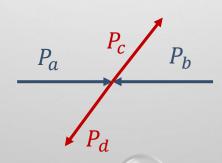
Masa układu cząstek

- Czteropęd układu cząstek: $P^{\mu} = P_1^{\mu} + P_2^{\mu} = (E_1 + E_2, \vec{p}_1 + \vec{p}_2)$ określamy jako masą (niezmienniczą): $m = \sqrt{(E_1 + E_2)^2 - (\vec{p}_1 + \vec{p}_2)^2}$
- Masa układu jest równa lub większa od sumy mas poszczególnych cząstek (nawet, gdy nie oddziałują).
- Masa układu jest niezmiennicza wygodny sposób na obliczenia kinematyki procesu w różnych układach.
- Uwaga na różne pojęcia masy:
 - masa relatywistyczna i masa spoczynkowa: $m = m_0 \gamma$,
 - masa kwarków? 1/3 masy protonu? Trudna do określenia bez teorii.

Niezmienniki relatywistyczne (zawsze kombinacja kwadratu 4-pędu):

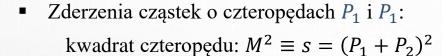
$$s = (P_a + P_b)^2 \quad s \ge 0$$
$$t = (P_c - P_a)^2 \quad t \le 0$$
$$u = (P_d - P_a)^2 \quad u \le 0$$

$$s + t + u = ?$$

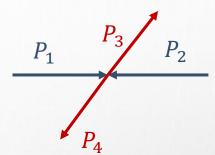


gdy $E \gg m$, to: $s \approx 2P_aP_b$ $t \approx -2P_aP_c$ $u \approx -2P_aP_d$

Zderzenia



- jest to niezmiennik s;
- jest to masa niezmiennicza układu cząstek 1 i 2:



Liczymy:
$$s = (P_1 + P_2)^2 = (E_1 + E_2)^2 - (\vec{p}_1 + \vec{p}_2)^2 = \dots$$
$$= m_1^2 + m_2^2 + 2(E_1 E_2 - |\vec{p}_1| |\vec{p}_2| \cos \sphericalangle (\vec{p}_1, \vec{p}_2))$$

■ Przy zderzeniach cząstek przeciwbieżnych: $\cos \sphericalangle(\vec{p}_1, \vec{p}_2) = -1$, a dla cząstek relatywistycznych: E = p i mamy:

$$s=4E_1E_2$$

Kwadrat sumy czteropędów zderzanych cząstek to niezmiennik *s* i zarazem masa niezmiennicza tego układu.

Masa układu zależy od kierunku pędów cząstek!

Układ środka masy

Wybieramy teraz pewien układ – środka masy, w którym całkowity pęd cząstek wynosi zero:

$$\sum \vec{p} = 0$$

zatem czteropęd zapiszemy jako:

$$P = (E_1^* + E_2^*, 0)$$



Jeżeli policzymy w nim niezmiennik s, to otrzymamy:

$$s = (P_1 + P_2)^2 = (E_1^* + E_2^*)^2 - (\vec{p}_1 + \vec{p}_2)^2 = (\sum E_i^*)^2$$

$$= 0$$

$$s = \left(\sum E_i^*\right)^2$$

Kwadrat czteropędu układu jest kwadratem całkowitej energii w układzie środka masy (CMS).

MASA układu jest równa całkowitej energii w CMS (układzie środka masy):

$$m = \sqrt{s} = \sum E_i^*$$

 \sqrt{s} jest maksymalną energią w oddziaływaniu, która może być wykorzystana do produkcji nowych stanów.

Skoro s jest niezmiennikiem, to można dokonywać obliczeń w innym układzie, np. laboratoryjnym...

A.Obłąkowska-Mucha WFIIS AGH UST Kraków

Układ laboratoryjny

Określany jest jako układ, w którym jedna cząstka (tarcza) spoczywa, czyli:

$$\vec{p}_2 = 0$$
 $P_1 = (E_1, \vec{p}_1)$ $P_2 = (m_2, 0)$

czteropęd układu: $P = (E_1 + m_2, \vec{p}_1)$

a niezmiennik s: $s = (P_1 + P_2)^2 = m_1^2 + m_2^2 + 2(E_1 m_2)$

$$\sqrt{s} = \sqrt{2E_1m_2}$$

Przykłady:

- proton o energii 100 GeV zderza się z tarczą: $\sqrt{s} = \sqrt{2E_p m_p} = 14$ GeV
- dwie wiązki 100 GeV protonów: $\sqrt{s} = 2E = 200 \text{ GeV}$

W zderzeniach ze stałą tarczą większość energii protonu jest zmarnowana – unoszona jest jako pęd układu, a nie do produkcji nowych cząstek.

Przy projektowaniu eksperymentu należy przeliczyć, co się bardziej "opłaca" ..

Jaki układ wybrać?

Użyteczne zależności:
$$ec{v}=rac{\gamma mc^2ec{v}}{\gamma mc^2}=rac{ec{p}c^2}{E}, \quad \gamma=rac{\gamma mc^2}{mc^2}=rac{E}{mc^2}$$

$$\begin{cases}
E_{tot} = \sum \gamma_i m_i c^2 \\
\vec{p}_{tot} = \sum \gamma_i m_i \vec{v}_i \\
M_{tot}^2 c^4 = E_{tot}^2 - \vec{p}_{tot}^2 c^2
\end{cases}$$

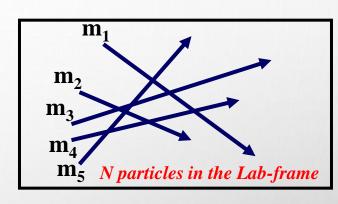
CMS "boost":

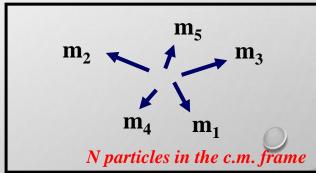
$$|\vec{\beta} = \frac{\vec{p}_{tot}c}{E_{tot}}, \quad |\vec{\beta}| = \frac{|\sum \gamma_i m_i \vec{v}_i|}{\sum \gamma_i m_i c} \le \frac{\sum |\gamma_i m_i \vec{v}_i|}{\sum \gamma_i m_i c} \le 1$$

$$\gamma = \frac{E_{tot}}{M_{tot}c^2}$$

$$E'_{tot} = \gamma (E_{tot} - \vec{\beta} \cdot \vec{p}_{tot}c) = \frac{E_{tot}^2 - \vec{p}_{tot}^2 c^2}{M_{tot}c^2} = \frac{M_{tot}^2 c^4}{M_{tot}c^2} = M_{tot}c^2$$

$$\vec{p'}_{tot} = \gamma (\vec{p}_{tot} - \vec{\beta}E_{tot}/c) = \vec{0}$$



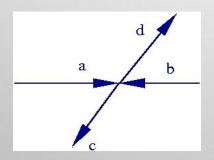


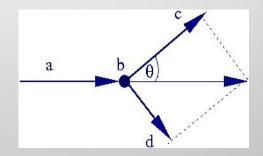
A.Obłakowska-Mucha

WFIIS AGH UST Kraków

Produkcja cząstek

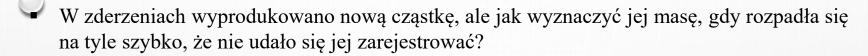
- W eksperymentach chodzi przeważnie o produkcję nowych, ciężkich obiektów.
- Masa jest niezmiennicza taką samą wartość √s, jaką udało się osiągnąć w zderzeniu –
 będziemy mieć do dyspozycji po zderzeniu (przy zderzeniach protonów dużo mniej, bo nie są
 to obiekty punktowe).
- Staramy się zatem o jak największe \sqrt{s} energię w układzie środka masy.
- Np:
 - obserwacja bozonów $Z^0 \to \sqrt{s} > 90$ GeV, co można osiągnąć zderzając wiązki elektronów o energii 45GeV
 - obserwacja cząstki Higgsa $\rightarrow \sqrt{s} > 120$ GeV, a najlepiej $\sqrt{s} > 1$ TeV
 - do obserwacji pary bozonów naładowanych potrzeba podwojonej energii.





Zadania!

Energia progowa

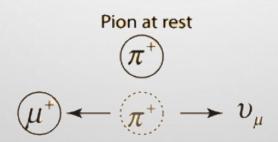


$$A \longrightarrow 1 + 2 + 3 + ... + N$$

Korzystamy znowu z niezmiennika:

$$M_A^2 = \left(\sum E_i\right)^2 - \left(\sum \vec{p}\right)^2$$

masa rozpadającej się cząstki jest równa masie niezmienniczej produktów rozpadu



Energia progowa

Do produkcji stanów wielocząstkowych również potrzeba pewnej energii progowej:

np. produkcja antyprotonów:
$$p + p \rightarrow p + \bar{p} + p + p$$

wymaga energii w CMS: $E_{CM} \ge 4 m_p$

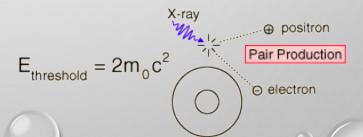
a przy zderzaniu protonów z tarczą: $E_L \geq 7~m_p = 6.6~{\rm GeV}$

jest to tzw. energia progowa na produkcję antyprotonów.

Przy obliczaniu energii progowej należy uwzględnić prawa zachowania, np:

$$p + p \to p + n + \pi^{+}$$
, $E_{p} = 1.23 \text{ GeV}$

$$p + p \to p + p + \pi^+ + \pi^-, E_p = 1.54 \text{ GeV}$$

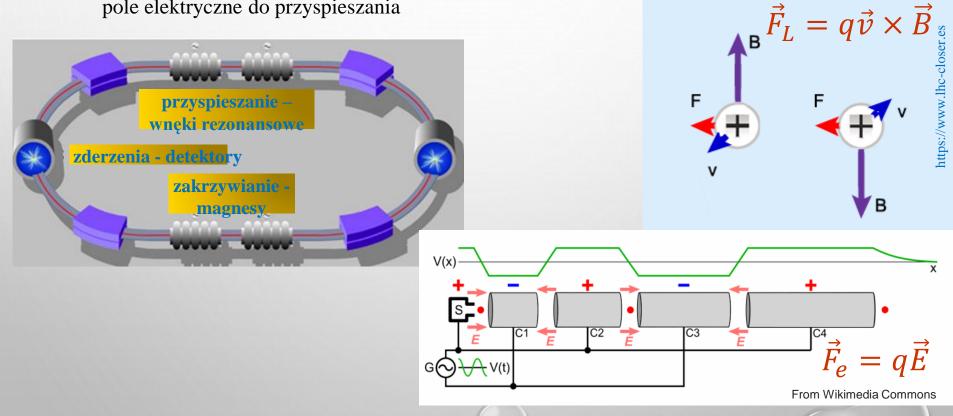


Fizyka akceleratorów w pigułce

- Akceleratory to urządzenia do przyspieszania cząstek, głównie naładowanych.
- Najefektywniej jest przyspieszać je wielokrotnie w tych samych elementach.
- Musimy zatem mieć:

pole magnetyczne do zakrzywiania toru i ogniskowania cząstek,

pole elektryczne do przyspieszania

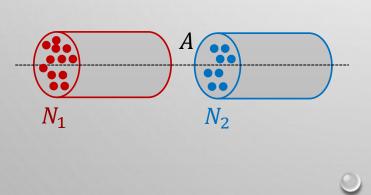


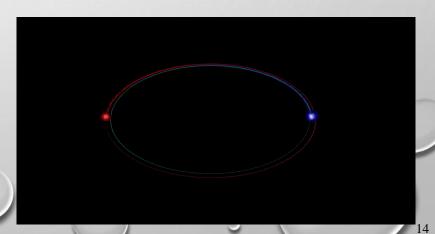
Akceleratory – parametry

- Przyspieszać możemy wiązki przeciwbieżne cząstek lub jedną wiązkę i zderzać ją z tarczą.
- W akceleratorach zależy nam na uzyskaniu odpowiedniej energii:
 - największej, gdy chodzi o produkcję nowych cząstek,
- dokładnie określonej, gdy celem jest zbadanie konkretnych stanów, np. produkcja Z^0 czy mezonów B.



- Ważne również jest, aby było możliwie dużo zderzeń dlatego zderza się wiązki z pęczkami cząstek, np. o liczności rzędu 10¹¹.
- Zderzenia będą częstsze, gdy wiązki mają małe przekroje poprzeczne, np. 10 μm.



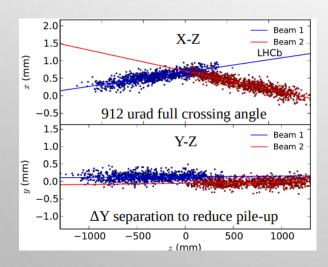


Świetlność akceleratora

- O jakości akceleratora świadczy parametr nazywany świetlnością (luminosity).
- Jest to liczba decydująca o tym ile i jak częstych zderzeń możemy oczekiwać.
- Jeżeli świetlność będzie za mała, to np. rzadkich procesów możemy się nie doczekać.

$$\mathcal{L} = n_b \frac{N_1 N_2}{\sigma_x \sigma_y} f$$

$$[\mathcal{L}] = \frac{1}{cm \ cm} \frac{1}{s} = cm^{-2} s^{-1}$$



Świetlność podawana jest w pewnym okresie zbierania danych, jako "scałkowana" świetlność:

$$\int \mathcal{L} dt = L$$

$$[L] = cm^{-2} \qquad [L] = GeV^{-2}$$



Yield, czyli o uzysk przede wszystkim chodzi....

- Świetlność LHC w latach 2015-18 wynosiła (proszę obliczyć):
 - zderzano wiązki $1.6 \cdot 10^{11}$ protonów o przekrojach poprzecznych 40 μm z częstością 25 ns.
 - znając rozmiar protonów, można oszacować, ile pustej przestrzeni było pomiędzy protonami (długość pęczku to ok. 4 cm) oraz prawdopodobieństwo zderzenia.
- Jeżeli eksperyment trwa 3 miesiące, to ile wynosi scałkowana świetlność?
- Liczba obserwowanych przypadków zależy od:
 - przekroju czynnego,
 - świetlności akceleratora,
 - wydajności (detekcji, rekonstrukcji, identyfikacji, itp.)
- o liczba przypadków/czas (*rate*)

$$\frac{dN}{dt} = \mathcal{L} \, \sigma \, \mathcal{E}$$

$$\left[\frac{1}{s} = \frac{1}{cm^2} \frac{1}{s} \ cm^2\right]$$

o liczba przypadków/rok (yield)

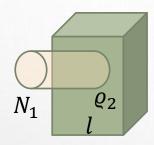
$$\mathcal{Y} = \int \frac{dN}{dt} dt = \int \mathcal{L} \, \sigma \, \mathcal{E} \, dt = L \, \sigma \, \mathcal{E}$$

$$[cm^{-2} \, cm^{2}]$$

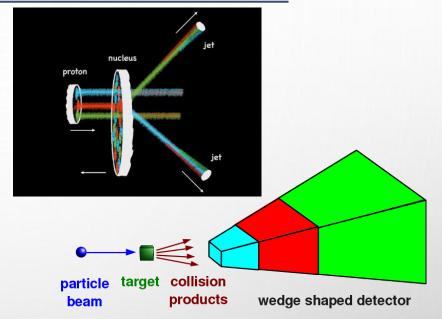
$$[fb^{-1} \, fb^{1}]$$

Przykład: Eksperyment zebrał 100 fb⁻¹ danych, a przekrój czynny na produkcję cząstki Higgsa wynosi 1 fb¹. Ile cząstek Higgsa zaobserwowano przy wydajności 1%?

Dla zderzeń z tarczą:



$$\mathcal{L} = N_1 \varrho_2 l$$



Wiązka 10¹³ protonów zderzana z tarczą wodorową o grubości 1m:

$$\mathcal{L} = 10^{38} \, \text{cm}^{-2} \, \text{s}^{-1}$$

po zderzeniu wiązka jest tracona.



Podsumowanie

- Dlaczego wysokie energie?
- Koniecznie mechanika relatywistyczna. Masa niezmiennicza i czteropędy.
- Układ środka masy i laboratoryjny.
- Zderzenia wiązek przeciwbieżnych i zderzenia wiązki z tarczą.
- Świetlność, przekrój czynny i spodziewana liczba przypadków.

