



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

Relatywistyka
Zderzenia cząstek
Pole elektromagnetyczne

Mechanika relatywistyczna

- MS jest opisywany przez równania relatywistyczne.
- Obiekty MS opisywane są w 4-wymiarowej przestrzeni.
 - wektor kontrawariantny (def): $x^\mu = (x^0, x^1, x^2, x^3)$
 - kowariantny tensor metryczny (def):

$$g_{\mu\nu} \equiv \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}$$

- wektor kowariantny: $x_\mu = g_{\mu\nu} x^\nu = (x^0, -x^1, -x^2, -x^3)$
- Iloczyn skalarny czterowektorów:

$$x \cdot y = g_{\mu\nu} x^\mu y^\nu = x^\mu y_\mu$$



Transformacja Lorentza

Transformacja Lorentza jest to takie przekształcenie,
które nie zmienia iloczynu skalarnego czterowektorów

$$x \rightarrow x' = \Lambda x$$

$$x' \cdot y' = x \cdot y$$



Pola - wymagania

- Pole $\phi(x^\mu)$ w każdym punkcie czasoprzestrzeni powinno się transformować wzg. transformacji Lorentza (TL) jak: skalar lub wektor lub tensor.

$$x^\mu = (x^0, x^1, x^2, x^3) \quad x'^\mu = (x'^0, x'^1, x'^2, x'^3)$$

ten sam punkt czasoprzestrzeni - $\phi(x^\mu) = \phi'(x'^\mu)$

- Rozważmy teraz małą zmianę pola $\phi(x^\mu)$:

$$d\phi = \frac{\partial \phi}{\partial x^\mu} dx^\mu$$

powinna być niezmiennicza wzgl. TL (Lorentz Invariant – LI)

dx^μ jest 4-wektorem kontrawariantnym,
jakim zatem wektorem powinno być $\frac{\partial \phi}{\partial x^\mu}$?

uwaga: współrzędne „'” odnoszą się zawsze do układu po przekształceniu. np. TL lub symetrii gauge



Pochodne czterowektorów

- Operatory pochodnych (4-gradienty): $\partial_\mu \equiv \frac{\partial}{\partial x^\mu} = \left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t}, \nabla \right)$

transformują się jak:

$$\partial_\mu \rightarrow \partial'_\mu = (\Lambda^{-1})^\nu_\mu \partial_\nu$$

odwrotna TL

$$\partial^\mu \equiv \frac{\partial}{\partial x_\mu} = \left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t}, -\nabla \right)$$

$$\partial^\mu \rightarrow \partial'^\mu = \Lambda^\nu_\mu \partial^\nu$$

TL

- Jeśli zatem $\phi(x^\mu)$ jest funkcją skalarną, to pochodne:

$$\frac{\partial \phi}{\partial x^\mu} = \left(\frac{1}{c} \frac{\partial \phi}{\partial t}, \nabla \phi \right) \equiv \partial_\mu \phi$$

kontrawariantny 4-wektor

$$\frac{\partial \phi}{\partial x_\mu} = \left(\frac{1}{c} \frac{\partial \phi}{\partial t}, -\nabla \phi \right) \equiv \partial^\mu \phi$$

kowariantny 4-wektor

- Operator d'Amberta: $\square \equiv g^{\mu\nu} \partial_\mu \partial_\nu = \partial_\mu \partial^\mu = \left(\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2}, \nabla^2 \right)$

- również jest niezmiennikiem TL

niespodziewane?



Pola skalarne i wektorowe

- Dla pola ϕ niezmiennicze również są: $\square\phi = 0$

$$\partial_\mu\phi\partial_\mu\phi = \left(\frac{1}{c}\frac{\partial\phi}{\partial t}\right)^2 - (\nabla\phi)^2$$

$$\partial_\mu(\partial_\mu\phi) = \frac{1}{c^2}\frac{\partial^2\phi}{\partial t^2} - \nabla^2\phi$$

- Pole może również być wektorowe, np. 4-potencjał $A^\mu(x^\mu)$:

$$A^\mu = \left(\frac{1}{c}\phi, \vec{A}\right)$$

dywergencja 4-potencjału:

$$\partial_\mu A^\mu = \frac{1}{c}\frac{\partial\phi}{\partial t} + \nabla \cdot \vec{A}$$

$$\partial^\mu A_\mu = \frac{1}{c}\frac{\partial\phi}{\partial t} - \nabla \cdot \vec{A}$$

Zderzenia relatywistycznych cząstek

- Czteropęd układu cząstek: $P^\mu = P_1^\mu + P_2^\mu = (1/c (E_1 + E_2), \vec{p}_1 + \vec{p}_2)$
 określamy jako masę (niezmienniczą): $m = \sqrt{1/c^2 (E_1 + E_2)^2 - (\vec{p}_1 + \vec{p}_2)^2}$
- 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):

$$s = (P_a + P_b)^2 \quad s \geq 0$$

$$t = (P_c - P_a)^2 \quad t \leq 0$$

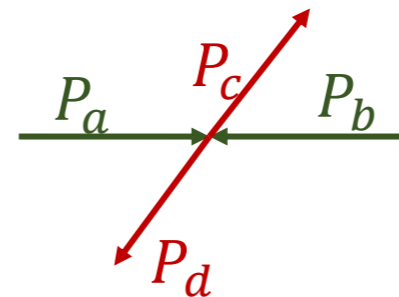
$$u = (P_d - P_a)^2 \quad u \leq 0$$

gdy $E \gg m$, to:

$$s \approx 2P_a P_b$$

$$t \approx -2P_a P_c$$

$$u \approx -2P_a P_d$$



$$s + t + u = ?$$

Zderzenia relatywistycznych cząstek

- Zderzenia cząstek o czteropędach P_1 i P_2 :
kwadrat czteropędu ($c = 1$): $M^2 \equiv s = (P_1 + P_2)^2$
 - jest to niezmiennik s ;
 - jest to masa niezmiennicza układu cząstek 1 i 2:

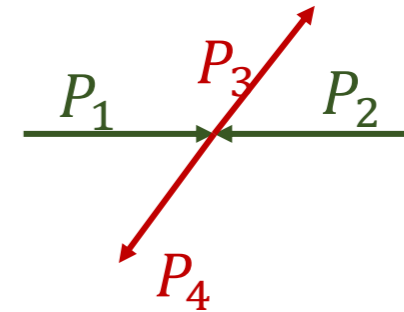
- Liczymy:

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

$$= m_1^2 + m_2^2 + 2(E_1 E_2 - |\vec{p}_1| |\vec{p}_2| \cos \alpha(\vec{p}_1, \vec{p}_2))$$

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

$$s = 4E_1 E_2$$



Kwadrat sumy czteropędów zderzanych cząstek to niezmiennik s i zarazem masa niezmiennicza tego układu.
Masa układu zależy od kierunku pędów cząstek!

Zderzenia relatywistycznych cząstek

- Wybieramy teraz pewien układ – **środek 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:

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

$$s = (P_1 + P_2)^2 = (E_1^* + E_2^*)^2 - \underbrace{(\vec{p}_1 + \vec{p}_2)^2}_{= 0} = (\sum E_i^*)^2$$

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.

Zderzenia relatywistycznych cząstek

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

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

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

a niezmiennik s :

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

$$\sqrt{s} = \sqrt{2E_1 m_2}$$

Przykłady:

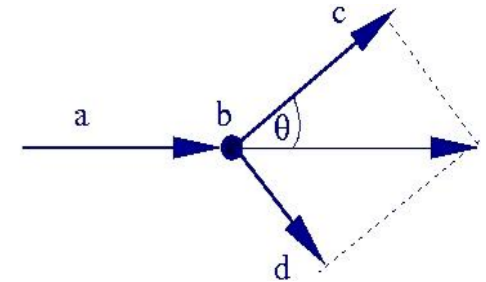
- proton o energii 100 GeV zderza się z tarczą: $\sqrt{s} = \sqrt{2E_p m_p} = 14 \text{ GeV}$

- 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 „optaca” ..

jednostki??? naturalnie!



wielkość	zależność	SI	$[\hbar, c, GeV]$	NU $\hbar = c = 1$
Energia	E	$kg\ m^2\ s^{-1}$	GeV	GeV
Pęd	$p = E/c$	$kg\ m\ s^{-1}$	GeV/c	GeV
Masa	$E = mc^2$	kg	GeV/c^2	GeV
Czas	$E \cdot t = \hbar/2$	s	\hbar/GeV	GeV^{-1}
Długość	$p \cdot x = \hbar/2$	m	$\hbar c/GeV$	GeV^{-1}
Powierzchnia	x^2	m^2	$(\hbar c/GeV)^2$	GeV^{-2}

NU → SI
 przemnażamy przez brakujące czynniki
 $(c, \frac{1}{c}, \dots, \hbar, \hbar c)$

Quantity	natural units	SI
energy	GeV	$1.6 \cdot 10^{-10}\ J$
momentum	GeV	$5.34 \cdot 10^{-19}\ kg\ m/s$
mass	GeV	$1.78 \cdot 10^{-27}\ kg$
time	GeV^{-1}	$1.5 \cdot 10^{24}\ s$
length	GeV^{-1}	$0.197\ fm$
area	GeV^{-2}	$0.389\ mb = 0.389 \cdot 10^{-31}\ m^2$

Równania Maxwella - porozmawiajmy

$$\nabla \cdot \vec{E} = \frac{1}{\epsilon_0} \rho$$

$$\nabla \times \vec{B} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} = \mu_0 \vec{J}$$

ρ – gęstość ładunku elektrycznego

\vec{J} - gęstość prądu elektrycznego (zewnętrzne pola)

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0$$

$$\nabla \times \vec{E} + \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} = 0$$

- Równanie ciągłości (zasada zachowania ładunku): $\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot \vec{J} = 0$

*(jeśli lokalnie zmniejsza się gęstość ładunku,
to jest to źródło (dywergencja) prądu)*

Równania Maxwella – relatywistycznie

- RM bez zewnętrznych źródeł: $\nabla \cdot \vec{B} = 0 \quad \nabla \times \vec{E} + \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} = 0$
spełnione są przez równania:

$$\vec{B} = \nabla \times \vec{A}$$

$$\vec{E} = -\nabla\phi - \frac{\partial A}{\partial t}$$

- Gdy mamy 4-potencjał pola $A^\mu = \left(\frac{1}{c}\phi, \vec{A}\right)$
- 4-wektor prądu: $J^\mu = (\rho, \vec{J})$

oraz równanie ciągłości: $\frac{\partial J^\mu}{\partial x^\mu} = 0$ lub $\partial_\mu J^\mu = 0$

a gdy jeszcze definiujemy....

Tensor pola elektromagnetycznego

$$F^{\mu\nu} \equiv \partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu = \frac{\partial A_\nu}{\partial x^\mu} - \frac{\partial A_\mu}{\partial x^\nu}$$

$$F^{0i} = \frac{\partial A_i}{\partial x^0} - \frac{\partial A_0}{\partial x^i} = \dots$$

- Tensor pola elm jest LI
- Nie zmienia się również, gdy do pola dodamy pochodną dowolnej funkcji $A^\mu \rightarrow A^\mu + \partial^\mu \chi$
- R. Maxwella (które?) można teraz jeszcze zgrabniej zapisać w postaci:

$$\partial^\mu F_{\mu\nu} = \frac{1}{c\epsilon_0} J_\nu$$

$$\partial^\lambda F^{\mu\nu} + \partial^\nu F^{\lambda\mu} + \partial^\mu F^{\nu\lambda} = 0$$

- Pamiętajmy, że równanie ciągłości musi być spełnione we wszystkich układach, tj. LI

$$\frac{\partial J'^\mu}{\partial x'^\mu} = 0$$



Pole elektromagnetyczne

- Można również zapisać niezmienniki tensorowe:

$$\vec{E}^2 - c^2 \vec{B}^2 = \frac{1}{2} F^{\mu\nu} F_{\mu\nu} = \frac{1}{2} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}$$

$$\vec{E} \cdot \vec{B} = \frac{1}{2c} F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

- A klasyczną gęstość lagranżianu: $\mathcal{L} = \frac{1}{2} (\vec{E}^2 - c^2 \vec{B}^2) - \underbrace{\rho V + \vec{J} \cdot \vec{A}}$

zapiszemy w postaci:

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4} F^{\mu\nu} F_{\mu\nu} - J_{\mu} A^{\mu}$$

- Lagranżian – funkcja potencjałów (pól), z której wyprowadza się równania ruchu używając równań Eulera-Lagrange’a (zasada najmniejszego działania)

Gęstość lagranżjanu (~lagranżjan)

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4}F^{\mu\nu}F_{\mu\nu} - J_{\mu}A^{\mu}$$

en. kinetyczna

oddziaływanie z polem



- Lagranżjan – funkcja potencjałów (pól), z której wyprowadza się równania ruchu używając równań Eulera-Lagrange'a
- Z takiego \mathcal{L} i równań E-L wyprowadzić można równania Maxwella.
- Pole elektromagnetyczne jest polem tensorowym.
- Do potencjału można dodać 4-gradient dowolnej funkcji skalarnej, nie zmieniając przy tym pól \vec{E} i \vec{B} (transformacja cechowania – gauge): $A^{\mu}(x') \rightarrow A^{\mu} + \partial^{\mu}\chi(x)$.
- Dodatkowo okaże się, że musi być spełniony warunek:
 - $\partial_{\mu}A^{\mu} = 0$ (cechowanie Lorentza), co da $\square A^{\mu} = j^{\mu}$
 - lub $\nabla \vec{A} = 0$ (cechowanie Coulomba)