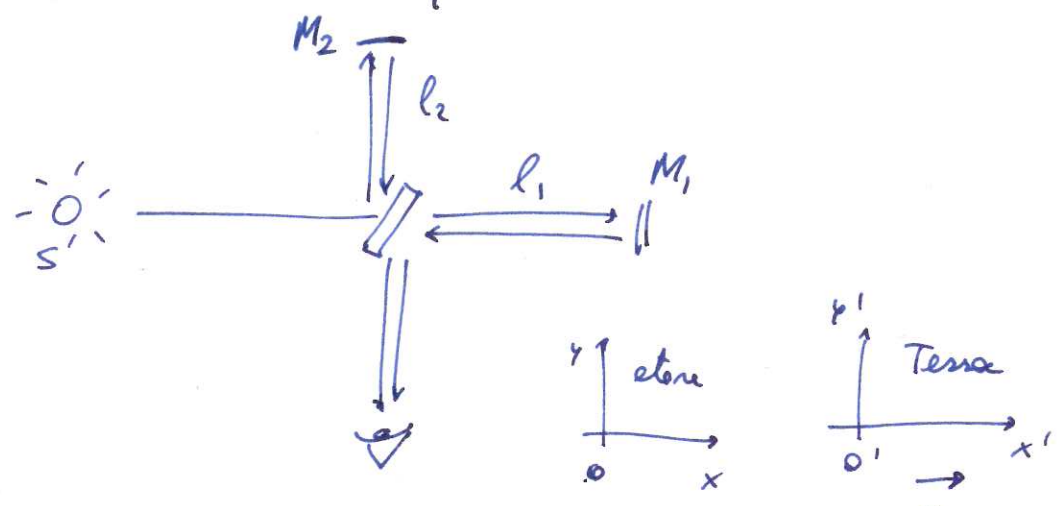


- 1) Trasformazioni di Galilei : posizione (\vec{x}), velocità (\vec{v}), tempo assoluto ($t=t'$)
- 2) Meccanica di Newton :
 - i) legge d'inerzia (def. sist. isolato)
 - ii) massa inerziale, $\vec{F} = m\vec{a}$
 - iii) legge di azione e reazione (conservazione dell'impulso per un sist. isolato)
- 3) Teoria dell'etere (onde e.m. ~ onde meccaniche)
 - ↳ "vento d'etere"
- 4) Esperimento di Michelson & Morley :



$(\vec{c} \equiv) \vec{c}_e = \vec{c}_t + \vec{v}$
 (composizione classica delle velocità)

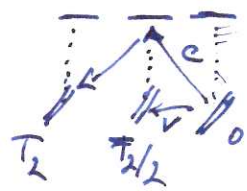
A) Calcoliamo T_1 nel SR' (Terra).

Le due braccia lungo la direzione \hat{l}_1 e \hat{l}_2 sono controstate dal vento d'etere (\rightarrow) pari a $c_{t,\rightarrow} = c - v$ e per egualdade (\leftarrow) pari a $c_{t,\leftarrow} = c + v$. Quindi:

$$T_1 = \frac{l_1}{c-v} + \frac{l_2}{c+v} = \frac{2l_1}{c} \frac{1}{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

B) Calcoliamo T_2 nel SR' (Terra).

$T_2 = \frac{2l_2}{c_{t,\perp}}$. Calcoliamo $c_{t,\perp}$ in funzione di c e v osservando che il vento d'etere ritarda tutto il sistema nella direzione \hat{v} tale che il percorso della luce è:



La geometria del percorso fornisce quindi $c_{T,1} = \sqrt{c^2 - v^2}$, tale che:

$$T_2 = \frac{2l_2}{c\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}}$$

c) La differenza di fase dell'onda all'osservatore, ad una frequenza di oscillazione ν , vale:

$$\Delta\phi_0 = \nu(T_1 - T_2) = \frac{2\nu}{c} \left[\frac{l_1}{1-\frac{v^2}{c^2}} - \frac{l_2}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}} \right]$$

Calcoliamo le stesse quantità con il sistema dell'interferometro ruotato di 90° , tale da sottrarre contributi al tempo di percorso dovuti a componenti di velocità \vec{v} ortogonali (\nearrow):

$$\Delta\phi_{\pi/2} = \nu(\tilde{T}_1 - \tilde{T}_2) = \frac{2\nu}{c} \left[\frac{l_1}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}} - \frac{l_2}{1-\frac{v^2}{c^2}} \right]$$

Se la teoria dell'etere (fisica classica) è vera, dovremmo osservare una differenza di fase tra i 2 esperimenti pari a:

$$\Delta\phi = \Delta\phi_0 - \Delta\phi_{\pi/2} = \frac{2\nu}{c} \left[\frac{l_1}{1-\beta^2} - \frac{l_2}{\sqrt{1-\beta^2}} - \frac{l_1}{\sqrt{1-\beta^2}} + \frac{l_2}{1-\beta^2} \right] =$$

$$= \frac{2\nu}{c} \left[\frac{(l_1+l_2) - (l_1+l_2)\sqrt{1-\beta^2}}{1-\beta^2} \right] = \frac{2\nu}{c}(l_1+l_2) \frac{1-\sqrt{1-\beta^2}}{1-\beta^2} \rightarrow$$

$$\xrightarrow{\beta \ll 1} \approx \frac{2\nu}{c}(l_1+l_2) \left[1 - 1 + \frac{\beta^2}{2} \right] = \frac{\nu}{c}(l_1+l_2) \left(\frac{v}{c} \right)^2 \neq 0$$

D) Tuttavia, l'osservazione sperimentale con accuratezza $\ll \Delta\phi$ rivela nessuno spostamento delle frange di interferenza. Questo può essere spiegato con una modifica *ad hoc* delle lunghezze percorse dalla luce (CONTRAZIONE) nella direzione di propagazione (Fitzgerald):

$$l_1 \rightarrow l_1 \sqrt{1-\beta^2} \Rightarrow T_1 = \frac{2l_1}{c} \frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}} \text{ t.c. } \Delta\phi_0 = \Delta\phi_{\pi/2} = \frac{2\nu}{c} \frac{l_1-l_2}{\sqrt{1-\beta^2}}$$

$$\text{quindi } \Delta\phi = \Delta\phi_0 - \Delta\phi_{\pi/2} = 0.$$

e) Il risultato è immediato se si assume $\vec{c}_e = \vec{c}_f = \vec{c}$.
(in ogni SR)

La legge di trasformazione delle coordinate di un punto materiale da un SR ad un altro in Rel. Sp. - legge di Lorentz-Fitzgerald - possono essere dedotte dai seguenti postulati:

0) Mappa biunivoca

1) $c = \text{cost.}$ in tutti i SR (inerciali) e t.c. $|\vec{v}| \leq c \quad \forall v$

2) OMOGENEITA' dello SPAZIO ($|\vec{c}|$ è identica in tutte le direzioni)

3) ISOTROPIA dello SPAZIO (le proprietà fisiche dello spazio sono le stesse ovunque)



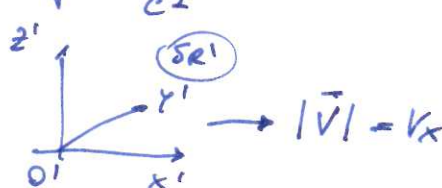
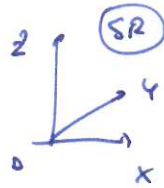
def. 4-vettore $x^\mu = (ct, \vec{x})$ + transf. L-F., tale che le eq. di MAXWELL sono INVARIANTI per transf. di coordinate



le eq. del moto si riducono alla meccanica newtoniana per $v \ll c$

EQUAZIONI di LORENTZ-FITZGERALD:

$$\begin{cases} x' = \gamma(x - v_x t) \\ y' = y, \quad z' = z \\ t' = \gamma(t - \frac{x v_x}{c^2}) \end{cases}, \text{ dove } \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \quad \beta = \frac{v}{c}$$



valgono per SR INERZIALI, cioè $\vec{v} = \text{const.}$ (moto rettilineo uniforme)
Tuttavia, è consentito che un SR1 si muova con moto ACCELERATO.

Per una direzione generale di \vec{v} ,

$$\begin{cases} x_{\parallel}' = \gamma(x_{\parallel} - vt) \\ \vec{x}_{\perp}' = \vec{x}_{\perp} \\ t' = \gamma(t - \frac{\vec{x} \cdot \vec{v}}{c^2}) \end{cases}$$

CONTRAZIONE delle LUNGHEZZE (di corpi in movimento):

$l_0 = x_2' - x_1'$:= lunghezza PROPRIA, cioè dell'oggetto in QUIETE nel SR'.

$$L = \gamma(x_2 - v_x t_2) - \gamma(x_1 - v_x t_1) = \gamma(x_2 - x_1) + \gamma v_x (t_1 - t_2)$$

↑
 l_0 lunghezza viene misurata
 in SR nello stesso istante
 $t_1 = t_2$

in SR' → ← in LAB

$$\Rightarrow l_0 = \gamma(x_2 - x_1) = \gamma l$$

$$\Rightarrow \boxed{l = \frac{l_0}{\gamma}}$$

DILATAZIONE dei TEMPI (di orologi in movimento):

$$\Delta t = t_2 - t_1 = \gamma(t_2' - t_1') + \gamma \frac{v_x}{c^2} (x_1' - x_2')$$

(in LAB)

↑
 Δt_0 è
 intervallo di tempo
 PROPRIO

↑
 l'intervallo di tempo Δt_0
 viene misurato con
 orologi in QUIETE in SR',
 $x_2' = x_1'$

$$\Rightarrow \boxed{\Delta t = \gamma \Delta t_0}$$

• LEGGE DI TRASFORMAZIONE delle VELOCITÀ

$$u_x' = \frac{dx'}{dt'} = \frac{dx'}{dt} \left(\frac{dt'}{dt} \right)^{-1} = \dots = \frac{u_x - v_x}{\left(1 - \frac{u_x v_x}{c^2} \right)}$$

$$\frac{d}{dt} \gamma(x - v_x t) = \gamma(u_x - v_x)$$

$$\left[\frac{d}{dt} \gamma \left(t - \frac{x v_x}{c^2} \right) \right]^{-1} = \left[\gamma \left(1 - \frac{u_x v_x}{c^2} \right) \right]^{-1}$$

$$u_{y,z}' = \frac{dy'}{dt'} = \frac{dy'}{dt} \left(\frac{dt'}{dt} \right)^{-1} = \frac{u_{y,z}}{\gamma \left(1 - \frac{u_x v_x}{c^2} \right)}$$

(ULTRARELATIVISTICO)

FORMALISMO COVARIANTE della REL. SPECIALE

Il 1° postulato della REL. SP. afferma l'invarianza delle leggi di Natura, e quindi della loro descrizione matematica, dal cambiamento di sistema di riferimento INERZIALE. Le equazioni invarianti sono dette essere espresse nella FORMA COVARIANTE (invariate alle trasform. di Lorentz)

Legge di trasformazione di un VETTORE (\equiv tensore a rango 1),

CONTRAVARIANTE, $A'^{\alpha} = \frac{\partial x'^{\alpha}}{\partial x^{\beta}} A^{\beta}$

KOVARIANTE, $A'_{\alpha} = \frac{\partial x^{\alpha}}{\partial x'^{\beta}} A_{\beta}$

dove si intende A' nel SR' ,
e somme sugli indici ripetuti.
 $\alpha, \beta = 0, 1, 2, 3$

Il PRODOTTO SCALARE di 2 QUADRIVETTORI (propriamente definiti nella REL. SP.) è un INVARIANTE di LORENTZ, e viene calcolato con la seguente METRICA:



$$A^\mu B_\mu = A_\nu B^\nu = (A^\nu B_\nu - A \cdot B) \equiv A \cdot B = A^\nu B_\nu \quad (3)$$

↑
TENSORE METRICO $(1, -1, -1, -1)$
per lo spazio-tempo EUCLIDEO
(geometria "piatta")

In particolare, dato un vettore controvariante $A^\mu = (A^0, \vec{A})$, il corrispondente vettore covariante avrà componenti $A_\mu = (A_0, -\vec{A})$.

QUADRIVETTORE "SPAZIO-TEMPO"

$$X^\mu = (x^0, \vec{x}) = (ct', \vec{x}')$$

$$\begin{aligned} S^2 := X^\mu X_\mu &= (ct')^2 - |\vec{x}'|^2 = \dots \text{ applichiamo le trasformazioni di Lorentz} \dots = \\ &= c^2 \gamma^2 \left(t - \frac{v x}{c^2} \right)^2 - \gamma^2 \left(x - vt \right)^2 - y^2 - z^2 = \\ &= c^2 \gamma^2 t^2 + \gamma^2 \frac{v^2 x^2}{c^2} - 2 \gamma^2 \frac{v x}{c^2} t - \gamma^2 x^2 - \gamma^2 v^2 t^2 + 2 \gamma^2 \frac{v x}{c^2} t - \\ &\quad - y^2 - z^2 = \\ &= c^2 t^2 \gamma^2 (1 - \beta^2) - x^2 \gamma^2 (1 - \beta^2) - y^2 - z^2 = \\ &= c^2 t^2 - |\vec{x}'|^2. \quad \text{CVD} \end{aligned}$$

$$\text{Vale anche: } ds^2 = dx^\mu dx_\mu = (cdt)^2 - (d\vec{x})^2.$$

$$\equiv g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu.$$

↑
tensore metrico.

QUADRIVETTORE "MOMENTO" e LEGGI DI TRASFORMAZIONE.

$$P^\mu = (E, \vec{p}c)$$

$$P^\mu P_\mu = E^2 - (\vec{p}c)^2 = m_0^2 c^4 \quad (\text{invariante})$$

proprietà intrinseca delle particelle, da cui dipende dalla velocità.

Riconosciamo le leggi di trasformazione per P^μ dalle precedenti regole per vettori controvarianti. ($SR \rightarrow SR'$):

$$P'^\mu = \frac{dx'^\mu}{dx^\nu} P^\nu$$

$$\text{dove } \begin{cases} X'^\mu = (x'^0, x'^1, x'^2, x'^3) \\ X^\nu = (x^0, x^1, x^2, x^3) \\ P^\nu = (E, \vec{p}c) \end{cases}$$

Trasf. di Lorentz + lo spazio-tempo

$$\begin{aligned} P'^0 \equiv E' &= \frac{dx'^0}{dx^0} P^0 + \frac{dx'^0}{dx^1} P^1 + \frac{dx'^0}{dx^2} P^2 + \frac{dx'^0}{dx^3} P^3 = \\ &= \frac{cdt'}{cdt} E + \frac{cdt'}{dx} p_x c + \frac{cdt'}{dy} p_y c + \frac{cdt'}{dz} p_z c = \end{aligned}$$

$$= \gamma E + \gamma \frac{v_x}{c^2} p_x c^2 + \phi + \phi \Rightarrow \boxed{E' = \gamma(E - v_x p_x)}$$

$$p'^1 = \frac{dx'^1}{dx^0} p^0 + \frac{dx'^1}{dx^1} p^1 + \frac{dx'^1}{dx^2} p^2 + \frac{dx'^1}{dx^3} p^3 =$$

$$= \frac{dx^1}{cdt} E + \frac{dx^1}{dx} p_x c + \frac{dx^1}{dy} p_y c + \frac{dx^1}{dz} p_z c =$$

$$= -\gamma \frac{v_x}{c} E + \gamma p_x c + \phi + \phi \Rightarrow \boxed{p'_x = \gamma(p_x - \frac{v_x E}{c^2})}$$

$$p'^{2,3} = \dots = p^{2,3} \Rightarrow \boxed{p'_{y,z} = p_{y,z}}$$

EQUAZIONE DEL MOTO e QUADRIVETTORE FORZA.

• Si dimostra che $d\tau$ = intervallo di tempo proprio è un invariante relativistico. \rightarrow Se la particella in quiete in SR' t.c. $dx^i = 0$, $dt' = d\tau$ (x dy). Allora $ds^2 = (cdt')^2 - (dx^i)^2 = (cdt)^2 - (dx^i)^2 = c^2 d\tau^2$ INVARIANTE

• Si calcola il 4-VETTORE CONTRAVARIANTE

$$\frac{dp^\mu}{d\tau} = \frac{d}{d\tau} (E, \vec{p}c) = \left(\frac{d(\vec{F} \cdot d\vec{s})}{d\tau}, c \frac{d\vec{p}}{d\tau} \right) = (\gamma \vec{F} \cdot \vec{u}, c \gamma \vec{F})$$

$$(dt = \gamma d\tau)$$

In analogia al caso classico, imponiamo una dipendenza LINEARE di E dalle energie CINETICA T , e meno di una COSTANTE pari al livello minimo di energia ("potenziale") della particella libera; dalle precedenti otteniamo dunque la seguente uguaglianza:

$$E^2 = p^2 c^2 + m_0^2 c^4 \equiv (T + C_1)^2 = T^2 + 2TC_1 + C_1^2$$

Poiché per definizione deve essere $T = T(\vec{p})$, uguagliando membro e membro la precedente eq. troviamo:

$$\left. \begin{array}{l} pc = \sqrt{T^2 + 2TC_1} \\ C_1 = m_0 c^2 \end{array} \right\} \Rightarrow \left. \begin{array}{l} pc = \sqrt{T^2 + 2m_0 c^2 T} \\ E = T + m_0 c^2 \end{array} \right\}$$

Ut: bizzava la legge $T = T(\vec{p})$ per identificare il REGIME di MOTO RELATIVISTICO della singola particella:

$$T \ll m_0 c^2 \Rightarrow T = \frac{|\vec{p}|^2}{2m_0} \approx p^2 \quad (\text{"debolmente" relativistico} \rightarrow \text{classico})$$

$$T \geq m_0 c^2 \Rightarrow pc = \sqrt{T^2 + 2m_0 c^2 T} \rightarrow T \text{ per } T \gg m_0 c^2 \quad (\text{"altamente" relativistico})$$

MAI A: ESERCIZIO REGIME RELATIVISTICO.

Derivazione unificata della MASSA RELATIVISTICA.

(4)

Abbiamo ricavato le seguenti relazioni per l'ENERGIA TOTALE della particella:

$$\begin{cases} E^2 = p^2 c^2 + m_0^2 c^4 \\ E^L = T + m_0 c^2 \equiv \gamma m_0 c^2 \end{cases}$$

↑ imponiamo una relazione di proporzionalità lineare tra E ed m_0 , tramite il coefficiente γ .

Quanto vale γ ?

Sostituendo la seconda eq. nella prima:

$$p^2 c^2 = E^L - m_0^2 c^4 = \gamma^2 m_0^2 c^4 - m_0^2 c^4 =$$

Introduciamo la definizione di $|\vec{p}| = \gamma m_0 \beta c$, che per consistenza mantiene la "composizione" γ della massa inerziale m_0 .

Quindi:

$$\gamma^2 \beta^2 m_0^2 c^4 = \gamma^2 m_0^2 c^4 - m_0^2 c^4;$$

$$\gamma^2 (\beta^2 - 1) = -1; \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \gamma \Rightarrow \boxed{E = \gamma m_0 c^2}$$

EQUIVALENZA
MASSA-ENERGIA



SINTESI

1) Defn p^μ e calcolo $p^\mu p_\mu = E^2 - p^2 c^2 \equiv m_0^2 c^4$

↑ SCALARE, INVARIANTE, PROPRIETÀ INTRINSECA indipendente da \vec{v}

2) Impiego $E = T + C_1$ e della (1) nuovo $C_1 = m_0 c^2$.

3) Impiego $E = \gamma m_0 c^2$ e della (1)+(2) nuovo $\gamma = \gamma$, $m = \gamma m_0$

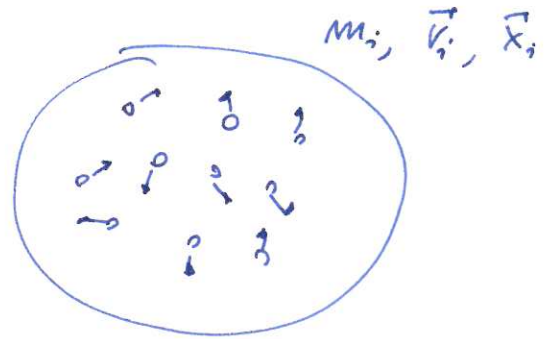
4) Derivare le forze relativistiche, ecc...

$$\boxed{\vec{p}c = \vec{\beta}E}$$

MASSA PROPRIA di UN SISTEMA di CORPI

Variabili del CENTRO DI MASSA (CM):

$$\vec{X}_{CM} = \frac{m_1 \vec{x}_1 + m_2 \vec{x}_2 + \dots + m_n \vec{x}_n}{m_1 + m_2 + \dots + m_n} =$$



$$= \frac{1}{m_{tot}} \sum_i^N m_i \vec{x}_i$$

$$\vec{V}_{CM} = \frac{1}{m_{tot}} \sum_i^N m_i \vec{v}_i = \frac{1}{m_{tot}} \sum_i \vec{p}_i = \frac{\vec{P}_{tot}}{m_{tot}} \Rightarrow \vec{P}_{CM} = m_{tot} \vec{V}_{CM} = \vec{P}_{tot}$$

Tuttavia, il contenuto energetico del sistema non può valersi e quello del CM. Infatti, potremmo definire:

$$E_{CM}^2 = (\vec{P}_{CM} c)^2 + (m_{tot} c^2)^2 \quad \text{t.c.} \quad E_{CM}^2 = P_{tot}^2 c^2 + m_{tot}^2 c^4$$

Per l'energia totale del sistema abbiamo invece:

$$E_{tot}^2 = (\sum_i E_i)^2 = \left(\sum_i \sqrt{(\vec{p}_i c)^2 + (m_{oi} c^2)^2} \right)^2 \geq (\sum_i (\vec{p}_i c))^2 + (\sum_i m_{oi} c^2)^2$$

$$\text{così che } E_{tot}^2 - (\vec{P}_{tot} c)^2 \geq (m_{tot} c^2)^2$$

In altre parole, possiamo definire un $P_{tot}^M = (E_{tot}, \vec{P}_{tot} c)$ t.c.

l'invariante relativistico $P_{tot}^M P_{tot}^M = E_{tot}^2 - (\vec{P}_{tot} c)^2 \equiv (M_0 c^2)^2$

che è la MASSA PROPRIA del SISTEMA e della precedente:

$$P_{tot}^M P_{tot}^M = (M_0 c^2)^2 \geq (\sum_i m_{oi} c^2)^2$$

La differenza $M_0^2 - (\sum_i m_{oi})^2 =$ energia cinetica dei componenti + energia di interazione (anti-olestici)

→ CREAZIONE di particelle (NON FONDAMENTALI) dalla collisione di FASCI ACCELERATI

→ LIBERAZIONE di ENERGIA CINETICA dalla FISSIONE di elementi non fondamentali, pari all'ENERGIA di LEGAME.

→ nel sistema in cui $\vec{P}_{CM} = \vec{P}_{tot} = 0$, vale $M_0 c^2 = E_{tot}$, quindi la MASSA PROPRIA del sistema è l'ENERGIA A RIPOSO nel SR in cui il CM è in QUIETE.

DE BROGLIE: DUALISMO ONDA - PARTICELLA.

Assumiamo la quantizzazione di un'onda e.m. in pacchetti di energia
 intesi ("quanti") pari a $E = h\nu$, $h = \text{cost. di Planck} = 6.626 \cdot 10^{-34} \text{ J}\cdot\text{s}$.

Dalla relazione $pc = BE = E \Rightarrow p = h\frac{\nu}{c} = \frac{h}{\lambda}$.

(D.M: dalla def. \uparrow
 $dP = dE \propto mc^2$) (B=1)

Il 4- vettore momento dell'onda e.m. sar :

$$P^\mu = \left(\frac{E}{c}, \vec{p} \right) = \left(h\frac{\nu}{c}, h\frac{\nu}{c}\hat{n} \right) \text{ t.c. } P^\mu P_\mu = m_0^2 c^2 = 0!$$

\Rightarrow i FOTONI sono particella a massa e v. zero nulla.

Viceversa, possiamo associare ad ogni particella con $m_0 \neq 0$ una
 FUNZIONE D'ONDA caratterizzata da (ν, λ, ν) .

Cos  come la LUCE deve essere caratterizzata da $\lambda \lesssim$ scala spaziale della
 struttura della materia che si vuole analizzare (es., diffrazione),
 allo stesso modo esamineremo particelle MASSIVE ad alte energie per
 rompere legami (atomici, nucleari, sub-nucleari) a scale spaziali sempre
 pi  piccole:

per piccole:

$$\boxed{p = \frac{h}{\lambda}}$$

momento della
 particella incidente
 (FASCIO COLLIDERE)

lunghezza d'onda
 associate alle
 particelle \lesssim
 (RISOLUZIONE
 SPAZIALE)

lunghezza d'onda (scale
 spaziale) del legame da
 investigare.

Il limite fisico ultimo nella RISOLUZIONE spaziale / energetica  
 dato dal PRINCIPIO di INDETERMINAZIONE DI HEISENBERG:

$$\boxed{|\Delta x \Delta p_x \leq h|}$$

MINIMO errore nella MISURA della posizione e del momento
 di una particella qualora le misure siano effettuate
SIMULTANEAMENTE.

EFFETTO DOPPLER RELATIVISTICO e ABERRAZIONE STELLARE.

Si dimostra che la fase di un'onda (in particolare, e.m.) è un INVARIANTE DI L.

$$\phi := x^\mu p_\mu = (Et - \vec{p} \cdot \vec{x}) = h\nu \left(t - \frac{\vec{p} \cdot \vec{x}}{E} \right) = h\nu \left(t - \frac{\vec{x} \cdot \hat{n}}{c} \right)$$

FASE, $\hat{n} = (\cos\theta, \sin\theta, 0)$
nel piano (x, y).

Imponiamo $\phi = \phi'$ (in SR e SR'):

$$\nu t - \frac{\nu \sin\theta}{\lambda} x \cos\theta = \nu' t' - \frac{\nu' \sin\theta'}{\lambda'} x' \cos\theta';$$

Applico le trasform. di Lorentz ($x' = \gamma(x - vt)$, ecc.)

$$\nu' \gamma \left(t - \frac{x v_x}{c^2} \right) - \nu' \frac{\sin\theta'}{\lambda'} \gamma (x - vt) \cos\theta' = \nu t - \frac{\nu \sin\theta}{\lambda} x \cos\theta;$$

Raggruppo membro a membro per x, t e uguello: termini:

$$\begin{cases} \frac{\sin\theta}{\lambda} = \frac{\sin\theta'}{\lambda'} \\ \nu' \gamma t + \gamma \frac{\nu x}{\lambda'} \cos\theta' = \nu t \Rightarrow \boxed{v = \gamma \nu' / (1 + \beta_x \cos\theta')} \quad \text{EFF. DOPPLER} \\ -\nu' \gamma \frac{v_x}{c^2} - \frac{\nu}{\lambda'} \cos\theta' = -\frac{\nu \cos\theta}{\lambda} \Rightarrow \frac{\cos\theta}{\lambda} = \frac{\nu}{\lambda'} (\cos\theta' + \beta) \end{cases}$$

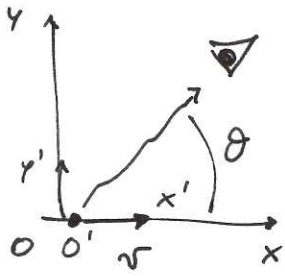
Dalla 1^a e 3^a eq. viene il rapporto:

$$\boxed{\tan\theta = \frac{\sin\theta'}{\gamma(\cos\theta' + \beta_x)}} \quad \text{ABERR. della LUCE}$$

N.B.: in queste espressioni, β_x è la velocità relativa dei 2 SR come vista da SR' (nel quale l'onda e.m. viene emessa da una sorgente in QUIETE). θ' : l'angolo tra \hat{n}' (direzione di emissione in SR') e il moto relativo di SR rispetto a SR'.

- ν (in SR) è sempre $\gamma \nu'$ quando l'onda è emessa a $\theta' = \frac{\pi}{2}$ (in SR').
 ν può aumentare o diminuire a seconda di $\theta' = 0, \pi$ per $\beta_x \gtrless 0$.
- Un'onda emessa a $\theta' = \frac{\pi}{2}$ viene vista (colpita) ad un angolo $\frac{1}{\gamma}$ nel SR. (es: rotazione di simmetria del SR' della particella e quello SR del laboratorio).

EFFETTO DOPPLER RELATIVISTICO e ABERRAZIONE STELLARE (COLLIMAZIONE ANGOLARE) della trasformazione del 4-vettore impulso p^μ . (4c)



① $|v = v(r', \theta')|$: (angolo di emissione nel SR')

$$E = \gamma(E' + \vec{p}' \cdot \vec{v});$$

$$h\nu = \gamma(h\nu' + h\frac{v'}{c}v \cos\theta');$$

$$\boxed{\nu = \gamma\nu'(1 + \beta \cos\theta')}$$

② $|v = v(r, \theta)|$: (angolo di emissione nel SR)

$$E' = \gamma(E - \vec{p} \cdot \vec{v});$$

$$h\nu' = \gamma(h\nu - h\frac{v}{c}v \cos\theta);$$

$$\nu' = \gamma\nu(1 - \beta \cos\theta);$$

$$\boxed{\nu = \frac{\nu'}{\gamma(1 - \beta \cos\theta)}}$$

Dalla conservazione dei momenti trasversali ($SR \leftrightarrow SR'$): $p_y = p'_y$, trovanoo $v \sin\theta = v' \sin\theta'$.

Inoltre: $p_x = \gamma(p'_x + \frac{E'}{c}v)$;

$$v \cos\theta = \gamma(v' \cos\theta' + \beta v') = \gamma v' (\beta + \cos\theta').$$

$$\frac{v \sin\theta}{v \cos\theta} = \frac{v' \sin\theta'}{\gamma v' (\beta + \cos\theta')};$$

$$\boxed{\tan\theta = \frac{\sin\theta'}{\gamma(\beta + \cos\theta')}};$$

$$\theta' = 0, \pi \Rightarrow \theta = 0, \pi$$

$$\theta' = \pm \frac{\pi}{2} \Rightarrow \theta = \pm \frac{1}{\beta\gamma} \xrightarrow{\beta \gg 1} \pm \frac{1}{\gamma}$$

In conclusione, la radiazione emessa in $0 < |\theta'| < \frac{\pi}{2}$ risulta essere COLLIMATA nel SR entro $|\theta| < \frac{1}{\gamma}$ nel caso ultra-relativistico $\beta \rightarrow 1$.

TRASFORMAZIONE DELLA FORZA

(5)

• Consideriamo il caso più semplice in cui la particella \bar{i} è QUIETE in SR' t.c. istantaneamente $\vec{u}' = 0$ ($\vec{u} = \vec{v}$).

• Applichiamo la legge di transf. per un vettore contravariante:
 $f'^{\mu} = \frac{dx'^{\mu}}{dx^{\nu}} f^{\nu}$ oppure $f'^{\mu} = (\gamma \vec{F}' \cdot \vec{u}', c \gamma \vec{F}')$ e nel caso in essere = $(0, c \vec{F}')$.

$$f'^1 = c f'_x = \frac{dx'^1}{dx^0} f^0 + \frac{dx'^1}{dx^1} f^1 + \frac{dx'^1}{dx^2} f^2 + \frac{dx'^1}{dx^3} f^3 =$$

$$= \frac{dx^1}{cdt} \gamma \vec{F} \cdot \vec{v} + \frac{dx^1}{dx^1} c \gamma f_x + 0 + 0 =$$

$$= -\gamma^2 \frac{v^2}{c^2} f_x + c \gamma^2 f_x = \cancel{f_x}$$

$$f'_x = f_x \gamma^2 (1 - \beta^2) = f_x$$

$$f'^2 = c f'_y = \frac{dx'^2}{dx^0} f^0 + \frac{dx'^2}{dx^1} f^1 + \frac{dx'^2}{dx^2} f^2 + \frac{dx'^2}{dx^3} f^3 =$$

$$= \frac{dx^2}{cdt} \gamma \vec{F} \cdot \vec{v} + 0 + \frac{dx^2}{dx^2} c \gamma f_y + 0 ;$$

$$f'_{y,z} = \gamma f_{y,z}$$

\Rightarrow la forza nel ref. in cui la particella \bar{i} istantaneamente è quieto è sempre \geq della forza percepita in qualsiasi altra SR inerziale.

N.B.: nel caso + generale $\vec{u}' \neq 0$, si ha:

$$\begin{cases} f'_x = f'_x(f_x, f_y, f_z) \\ f'_{y,z} = f'_{y,z}(f_{y,z}) \end{cases}$$

• TRASFORMAZIONI DI LORENTZ per CAMPO E.H.

Consideriamo una particella di carica q in QUIETE nel SR' . Questo è minore con $\vec{v} = v_x$ rispetto a SR .

Dalle trasformazioni della FORZA sappiamo che:
$$\left. \begin{aligned} F_x &= F_x' \\ F_{y,z} &= \frac{F_{y,z}'}{\gamma} \end{aligned} \right\} \begin{aligned} & \leftarrow \text{L' } \frac{dy'}{dt'} = 0 \Rightarrow \frac{dy}{dt} = v_x \\ & \leftarrow \text{Visto } \Rightarrow \frac{dx}{dt} = v_x \end{aligned}$$

Consideriamo la FORZA DI LORENTZ sulla carica nel SR :

$\vec{F} = q(\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B})$ per generici \vec{E} , \vec{B} . Le sue componenti sono:

$$F_x = q[E_x + (v_y B_z - v_z B_y)] = qE_x$$

$$F_y = q[E_y + (v_z B_x - v_x B_z)] = q(E_y - v_x B_z)$$

$$F_z = q[E_z + (v_x B_y - v_y B_x)] = q(E_z + v_x B_y)$$

Dalle def. di \vec{F} troviamo:
$$\left\{ \begin{aligned} E_x' &= E_x \\ E_y' &= \gamma(E_y - v_x B_z) \\ E_z' &= \gamma(E_z + v_x B_y) \end{aligned} \right.$$

Per una generica direzione di \vec{v} , def. componenti \parallel e \perp a \vec{v} tale che:

$$\left\{ \begin{aligned} E_{\parallel}' &= E_{\parallel} \\ E_{\perp}' &= \gamma[E_{\perp} + (\vec{v} \times \vec{B})_{\perp}] \end{aligned} \right.$$

Analoghe trasformazioni si ottengono considerando $\vec{v} = (0, v_y, v_z)$:

$$\left\{ \begin{aligned} B_x' &= B_x \\ B_y' &= \gamma(B_y + \frac{v_z}{c^2} E_z) \\ B_z' &= \gamma(B_z - \frac{v_y}{c^2} E_y) \end{aligned} \right.$$

e per una generica direzione di \vec{v} :

$$\left\{ \begin{aligned} B_{\parallel}' &= B_{\parallel} \\ B_{\perp}' &= \gamma[B_{\perp} - \frac{1}{c^2}(\vec{v} \times \vec{E})_{\perp}] \end{aligned} \right.$$

→ VAI A: ESERCIZIO sul CICLOTRONE e FREQ. DI LAWRENCE.
ESERCIZIO CAMPO DI CARICA PUNTIFORME

Segue che l'ipotesi $m(v) = \gamma(v)m_0$, $v =$ velocità della particella nel SF.
~~è VALIDA $m_0 =$ MASSA A RIPOSO (PROPRIA).~~ (6)

• QUANTITÀ DI MOTO e FORZA RELATIVISTICA \rightarrow ACCELERAZIONE.

$$\vec{p} = m\vec{v} \rightarrow \text{diventa } \vec{p} = m\vec{v} = \gamma\beta m_0 c$$

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} = m_0 c \frac{d}{dt}(\gamma\beta) = \gamma m_0 \vec{a} + m_0 c \beta \frac{d\gamma}{dt} =$$

$$= \gamma m_0 \vec{a} + \frac{m_0 c \beta \gamma^3 (\vec{\beta} \cdot \dot{\vec{\beta}})}{c} =$$

$$= \left| \gamma m_0 \vec{a} + \gamma^3 m_0 \vec{v} \left(\frac{\vec{v} \cdot \vec{a}}{c^2} \right) \right|$$

\uparrow componente $\parallel \vec{a}$ \uparrow componente $\parallel \vec{v}$

$$\Rightarrow F_{\parallel} (\vec{v} \parallel \vec{a}) = \gamma m_0 \vec{a} + \gamma^3 m_0 \beta^2 \vec{a} = \gamma m_0 \vec{a} (1 + \beta^2 \gamma^2) = \gamma^3 m_0 \vec{a}$$

$$\rightarrow F_{\perp} (\vec{v} \perp \vec{a}) = \left| \gamma m_0 \vec{a} \right|$$

N.B.: in un acceleratore lineare, l'accelerazione relativistica subita da una particella è γ^3 - volte maggiore che in approssimazione classica. In un acceleratore circolare, la accelerazione centripeta è γ - volte maggiore che in approssimazione classica.

• ENERGIA TOTALE e CINETICA

$$\frac{dE}{dt} = \vec{F} \cdot \vec{v} = \gamma m_0 \vec{a} \cdot \vec{v} + \gamma^3 m_0 \beta^2 \vec{a} \cdot \vec{v} = m_0 \frac{d\gamma}{dt} c^2 \left(\frac{1}{\gamma^2} + \beta^2 \right) =$$

$$= \frac{c^2}{\gamma^2} m_0 \frac{d\gamma}{dt} \quad \leftarrow \begin{array}{l} \uparrow \\ \text{dalla derivazione di } \vec{F} \\ \text{di cui sopra} \end{array} \quad = m_0 v^2 \frac{d\gamma}{dt}$$

$$= \frac{d\gamma}{dt} m_0 c^2; \Rightarrow \boxed{E = \gamma m_0 c^2}, \text{ energia TOTALE}$$

Dalla def. di QUANTITÀ di MOTO troviamo inoltre:

$$\boxed{pc} = \gamma\beta m_0 c^2 = \boxed{\beta E}$$

Da cui segue che:

$$E^2 = \frac{pc^2}{\beta^2} = \frac{pc^2 \gamma^2}{(\gamma^2 - 1)}; \quad \gamma^2 m_0^2 c^4 - \beta^2 m_0^2 c^4 = \gamma^2 p^2 c^2;$$

$$\boxed{E^2 = p^2 c^2 + m_0^2 c^4}$$

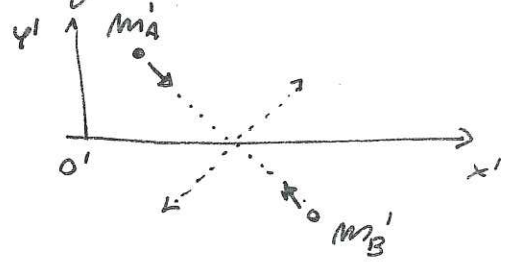
• MASSA RELATIVISTICA (derivazione "classica").

(7)

Consideriamo un urto perfettamente elastico nel SR' che si muove a velocità V_x rispetto a SR. Assumiamo in generale $m_A \neq m_A'$ e $m_B \neq m_B'$.

Per semplicità scegliamo:

$$\begin{cases} m_A = m_B = m_0 & (\text{in SR}) \\ m_{xA} = -m_{xB} & \text{e } V_x = u_{xA} \equiv V \\ m_{yA} = -m_{yB} \end{cases}$$



Il sistema è isolato sia in SR che in SR', quindi il momento x (x') e y (y') è conservato. Nel piano y' di SR' abbiamo:

$$m_A' u_{yA}' + m_B' u_{yB}' = 0$$

Dimostriamo che tale uguaglianza è soddisfatta da una legge per la massa che dipende dalla velocità della particella, cioè:

$m' = \gamma m_0$. Se questo è vero, dobbiamo risolvere:

$$\gamma_A' m_{yA}' + \gamma_B' m_{yB}' = 0$$

$$m_{yA}' = \frac{m_{yA}}{\gamma \left(1 - \frac{u_{xA} V_x}{c^2}\right)} = \frac{m_{yA}}{\gamma \left(1 - \frac{V^2}{c^2}\right)} = \gamma^2 m_{yA}$$

$$m_{yB}' = \frac{m_{yB}}{\gamma \left(1 - \frac{u_{xB} V_x}{c^2}\right)} = \frac{-m_{yA}}{\gamma \left(1 + \frac{V^2}{c^2}\right)} = -\gamma m_{yA} \left(\frac{1 - \beta^2}{1 + \beta^2}\right), \quad \beta := \frac{V}{c}$$

$$\gamma'_A = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{u_{xA}^2 + u_{yA}^2}{c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{\gamma u_{yA}}{c}\right)^2}}$$

= 0 perché è
la velocità x' nel
SRI, cioè u_{yA} è la
velocità orizzontale
NELLA SR SRI

$(\gamma u_{yA})^2$
dalla precedente
trasformazione

1

$$\gamma'_B = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{u_{xB}^2 + u_{yB}^2}{c^2}}} = \dots = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{4\beta^2}{(1+\beta^2)^2} - \left(\frac{\gamma u_{yA}}{c}\right)^2 \frac{(1-\beta^2)^2}{(1+\beta^2)^2}}} =$$

$$\left\{ \begin{aligned} \left[\frac{u_{xB} - V_x}{1 - \frac{u_{xB}V_x}{c^2}} \right]^2 &= \left[\frac{u_{yB}}{\gamma \left(1 - \frac{u_{xB}V_x}{c^2}\right)} \right]^2 = \left[\frac{-u_{yA}}{\gamma \left(1 + \frac{V^2}{c^2}\right)} \right]^2 \\ &= \left[\frac{-2V}{1 + \frac{V^2}{c^2}} \right]^2 = \left[\frac{-\gamma u_{yA} \left(1 - \frac{V^2}{c^2}\right)}{1 + \frac{V^2}{c^2}} \right]^2; \end{aligned} \right.$$

$(1 + \beta^2)$

$$= \frac{1}{\sqrt{(1-\beta^2)^2 - \left(\frac{\gamma u_{yA}}{c}\right)^2 (1-\beta^2)^2}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{\gamma u_{yA}}{c}\right)^2}} \left(\frac{1+\beta^2}{1-\beta^2} \right) =$$

$$= \gamma'_A \left(\frac{1+\beta^2}{1-\beta^2} \right);$$

Sostituendo infine nella eq. iniziale:

$$m_A' u_{yA}' + m_B' u_{yB}' = 0;$$

$$\frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{\gamma u_{yA}}{c}\right)^2}} \cdot \gamma u_{yA} - \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{\gamma u_{yA}}{c}\right)^2}} \left(\frac{1+\beta^2}{1-\beta^2} \right) \cdot \gamma u_{yA} \left(\frac{1-\beta^2}{1+\beta^2} \right) = 0 \quad \text{CVD}$$

• TRASFORMAZIONE delle EQ. DI MAXWELL

(8)

Per questo consideriamo l'eq. $\text{rot } \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$ nel SR, equivalentemente alla componente $B_y = B_y$. Se esiste SR' in moto rispetto a SR con velocità $\vec{v} = v_x$ t.c. $\beta = \frac{v_x}{c}$, $\gamma = 1/\sqrt{1-\beta^2}$. Applicando le trasformazioni di Lorentz alle coordinate (\vec{x}, t) nelle derivate, e ai campi e.m., ci aspettiamo di trovare l'eq. di Maxwell nella stessa forma nel SR', cioè: $\text{rot } \vec{E}' = -\frac{\partial \vec{B}'}{\partial t'}$.

$$\frac{\partial E_x}{\partial z} - \frac{\partial E_z}{\partial x} = -\frac{\partial B_y}{\partial t}$$

$$\frac{\partial}{\partial z} = \frac{\partial}{\partial z'};$$

$$\frac{\partial}{\partial x} = \frac{\partial}{\partial x'} \frac{\partial x'}{\partial x} + \frac{\partial}{\partial y'} \frac{\partial y'}{\partial x} + \frac{\partial}{\partial z'} \frac{\partial z'}{\partial x} + \frac{\partial}{\partial t'} \frac{\partial t'}{\partial x} = \gamma \left(\frac{\partial}{\partial x'} - \frac{v_x}{c^2} \frac{\partial}{\partial t'} \right);$$

$$\frac{\partial}{\partial t} = \frac{\partial}{\partial x'} \frac{\partial x'}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial y'} \frac{\partial y'}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial z'} \frac{\partial z'}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial t'} \frac{\partial t'}{\partial t} = \gamma \left(\frac{\partial}{\partial t'} - v_x \frac{\partial}{\partial x'} \right);$$

$$E_x = E_{x'};$$

$$E_z = \gamma (E_z' + v_x B_y') = \gamma (E_z' + v_x B_y');$$

$$B_y = \gamma (B_y' - \frac{v_x}{c^2} E_z');$$

Sostituendo le 6 eq. di trasformazione di cui sopra nelle eq. di Maxwell, troviamo:

$$\frac{\partial E_x}{\partial z} = \frac{\partial E_{x'}}{\partial z'};$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial E_z}{\partial x} - \frac{\partial B_y}{\partial t} &= \gamma^2 \left(\frac{\partial}{\partial x'} - \frac{v_x}{c^2} \frac{\partial}{\partial t'} \right) (E_z' + v_x B_y') - \gamma^2 \left(\frac{\partial}{\partial t'} - v_x \frac{\partial}{\partial x'} \right) (B_y' - \frac{v_x}{c^2} E_z') = \\ &= \frac{\partial E_z'}{\partial x'} \gamma^2 (1 - \beta^2) - \frac{\gamma^2 v_x}{c^2} \frac{\partial E_z'}{\partial t'} - \frac{\partial B_y'}{\partial t'} \gamma^2 (1 - \beta^2) + \frac{\gamma^2 v_x}{c^2} \frac{\partial B_y'}{\partial x'}; \end{aligned}$$

Quindi: $\frac{\partial E_{x'}}{\partial z'} - \frac{\partial E_z'}{\partial x'} = -\frac{\partial B_y'}{\partial t'}$ C.V.D.

