## Laboratorio di Relativita'

II – Postulati di Einstein e trasformazioni di Lorentz

### Postulati della Relativita' Ristretta

• I postulato: Principio di relativita' einsteiniano

Le leggi fisiche sono le stesse in ogni SRI

 II postulato: Principio della costanza della velocita' della luce

La velocita' della luce nel vuoto ha lo stesso valore in tutti i SRI

### Commenti

- Postulati basati su fatti sperimentali:
  - Impossibile identificare un sistema di riferimento assoluto (etere)
  - Evidenza che qualunque misura della velocita' della luce nel vuoto da' il valore c, indipendentemente dal SRI usato
- Conseguenze
  - Le equazioni della fisica sono invarianti in forma nel passare da un SRI ad un altro
  - Le trasformazioni di Galilei devono evidentemente essere sostituite

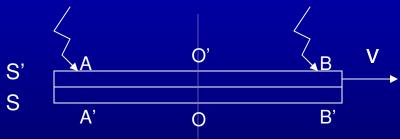
## Relativita' della simultaneita' - I

Due SRI, S e S', in moto relativo; S' ha velocita' v rispetto a S

Per t = 0, origini O, O' coincidenti

Punti *A,A*'e *B,B*'simmetrici rispetto a *O,O*'

Due eventi: caduta di due fulmini nei punti  $A \in B (=A',B')$  per t=0



A causa della velocita' finita di propagazione della luce:

Per O, fermo in S, equidistante da A e B : eventi simultanei Per O', fermo in S': eventi non simultanei: B' arriva prima di A', perche' i tempi di arrivo sono diversi, pur essendo uguali distanze e velocita' (c e' la stessa in tutti i SRI)

### Relativita' della simultaneita' - II

Ma: per il principio di relativita', il punto di vista di *O'* e' valido quanto quello di *O*. Poiche' per *O'* gli eventi non sono simultanei [il flash di A' arriva prima di quello di B', pur essendo i due punti equidistanti da O' e c uguale per tutti e due], questa dovrebbe anche essere la conclusione di *O*, in contrasto con quanto dedotto dallo stesso *O* nel SRI *S*. Chi ha ragione?

Nessuno dei due, o tutti e due La simultaneita' di due eventi non ha significato assoluto

### Relativita' della simultaneita' - III

Attenzione agli equivoci!

L'indipendenza di *c* dal *SRI* e' essenziale: per ipotesi, *O* e *O'* conoscono la loro velocita' relativa; quindi, <u>se la vel.</u> della luce dipendesse dal SRI usato, *O'* potrebbe correggere i tempi di arrivo che osserva per i due flash e concludere anche lui che gli eventi sono simultanei:

$$T_{B}' = t_{B}' - \frac{L}{2(c+v)}, T_{A}' = t_{A}' - \frac{L}{2(c-v)} = T_{B}'$$
 secondo TdG

Questo e' cio' che faremmo p.es., nel caso di segnali sonori. La simultaneita' in questo caso avrebbe significato assoluto

## Conseguenze...

La relativita' della simultaneita' fa prevedere conseguenze

**Misura delle lunghezze**: si effettua localizzando <u>simultaneamente</u> gli estremi di un oggetto. Se la simultaneita' e' relativa, metri in movimento relativo segnano lunghezze diverse

→ La distanza spaziale dipende dal SRI usato!

**Misura dei tempi**: si effettua localizzando <u>simultaneamente</u> la posizione delle lancette. Se la simultaneita' e' relativa, orologi in moto relativo segnano un tempo diverso

→ L'intervallo temporale dipende dal SRI usato!

### La trasformazione di Lorentz - I

• Come si descrive, nei soliti due SRI, *S* e *S'*, la propagazione del fronte d'onda sferico propagato da un breve flash luminoso?

$$S: x^{2} + y^{2} + z^{2} = c^{2}t^{2}$$
  
$$S': x'^{2} + y'^{2} + z'^{2} = c^{2}t'^{2}$$

• Le coordinate *x,y,z,t* rappresentano l'evento "Arrivo del fronte d'onda nel punto P(x,y,z) al tempo t", visto in S; le coordinate con il primo rappresentano lo stesso evento, visto in S'

$$x^{2} + y^{2} + z^{2} - c^{2}t^{2} = 0$$

$$x^{2} + y^{2} + z^{2} - c^{2}t^{2} = 0$$

$$x^{2} + y^{2} + z^{2} - c^{2}t^{2} = x^{2} + y^{2} + z^{2} + z$$

### La trasformazione di Lorentz - II

Relazione fondamentale:

$$x^{2} + y^{2} + z^{2} - c^{2}t^{2} = x'^{2} + y'^{2} + z'^{2} - c^{2}t'^{2}$$

Invarianza dell'*intervallo* (spazio-temporale) fra due eventi, rispetto a trasformazioni di coordinate fra due SRI

Come e' fatta la trasformazione, che deve sostituire le TdG?

- Deve essere lineare (perche' un moto uniforme deve trasformarsi in un moto uniforme...)
- Le coordinate trasversali rispetto a v devono rimanere invariate
- Deve lasciare invariato l'intervallo definito sopra (costanza di c...)

## La trasformazione di Lorentz - III

Dalle premesse di puo' dedurre la forma delle trasformazioni di Lorentz.

#### Per il caso in cui:

S, S' hanno assi paralleli

$$\mathbf{v} \parallel \mathbf{x}$$

S, S' hanno origini coincidenti per t = t' = 0

#### esse sono:

$$x' = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} (x - vt)$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} (t - vx/c^2)$$

Nel caso generale, equazioni simili, piu' complicate, nelle quali compaiono tutte le componenti della velocita' relativa

## La trasformazione di Lorentz - IV

Trasformazione inversa: si trova

$$x = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} (x' + vt')$$

$$y = y'$$

$$z = z'$$

$$t = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} (t' + vx'/c^2)$$

Conformemente all'intuizione, essa si ottiene cambiando v in -v, che e' la velocita' di S vista da S'.

Notazione usata universalmente:

$$\beta = \frac{\mathbf{v}}{c}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \mathbf{v}^2/\mathbf{c}^2}} \equiv \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

### TdL→TdG

Nel limite di piccole velocita':

$$x' = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} (x - vt) \xrightarrow{\frac{v}{c} \to 0} x - vt$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} (t - vx/c^2) \xrightarrow{\frac{v}{c} \to 0} t$$

Le trasformazioni di Lorentz tendono dunque a quelle di Galilei?

**Attenzione**: se  $c \rightarrow \infty$ , effettivamente le cose stanno cosi' in senso rigoroso; se pero' c resta finita, allora in senso stretto non e' vero che le TdL vanno nelle TdG. Infatti, se x e' sufficientemente grande  $t \neq t$  anche per velocita' basse...

La relativita' della simultaneita' rimane come elemento differenziante fra TdG e TdL anche a piccole velocita'

## Conseguenze delle TdL

Tre conseguenze di importanza fondamentale, che istituiscono differenze radicali rispetto alle TdG:

### Contrazione delle lunghezze

Perdita della nozione di spazio assoluto: la distanza spaziale fra due punti dipende dal SRI usato per misurarla

### Dilatazione dei tempi

Perdita della nozione di tempo assoluto: la distanza temporale fra due eventi dipende dal SRI usato per misurarla

### De-sincronizzazione degli orologi

Orologi sincronizzati in un SRI appaiono sfasati, in misura proporzionale alla loro distanza dall'origine, in un altro SRI

Tutte e tre fortemente controintuitive

## Contrazione delle lunghezze

Sbarra lunga L nel suo SRI di riposo; qual e' la sua lunghezza in un SRI in cui essa si muove con velocita' v, nella direzione della sua lunghezza?

L = 
$$x_2 - x_1$$
 lunghezza nel sistema di riposo

 $L' = x_2'(t') - x_1'(t')$  lunghezza nel sistema in cui la sbarra si muove

 $x_1 = \gamma \left[ x_1'(t') + \beta t' \right]$ 
 $x_2 = \gamma \left[ x_2'(t') + \beta t' \right]$ 
 $\Rightarrow L = \gamma \left[ x_2'(t') - x_1'(t') \right] = \gamma L'$ 
 $\Rightarrow L' = \frac{L}{\gamma} = L\sqrt{1-\beta^2} < L$ 

Le coordinate che definiscono la lunghezza in S'sono quelle dei punti che concidono *simultaneamente* in S'con gli estremi della sbarra (definizione naturale).

Le distanze *longitudinali* fra punti misurate in un SRI in cui i punti sono in moto sono contratte del fattore  $1/\gamma$  rispetto al SRI in cui sono in quiete Le distanze *trasversali* restano invariate nel passare da un SRI ad un altro

## Dilatazione dei tempi

Orologio in quiete nell'origine del SRI S: intervallo di tempo fra due eventi =  $\Delta t$ 

Intervallo di tempo fra gli stessi eventi misurato in  $S'_{r}$  in moto con velocita'  $\nu$ :

$$\begin{split} \Delta t &= t_2 - t_1 \\ t_1' &= \gamma t_1 \\ t_2' &= \gamma t_2 \end{split} \rightarrow \Delta t' = t_2' - t_1' = \gamma \left( t_2 - t_1 \right) > \Delta t \end{split}$$

Per coppie di eventi che si verifichino in una sola posizione spaziale. l'intervallo temporale fra i due eventi e' piu' grande in ogni SRI che sia in moto rispetto a quello in cui il punto considerato sia in quiete

## De-sincronizzazione degli orologi

Schiera di orologi, equispaziati in *S* della distanza *d*: se in quiete possono essere sincronizzati reciprocamente.

P.es., l'istante t=0 e' segnato <u>simultaneamente</u> da tutti gli orologi in S, indipendentemente dalla loro posizione

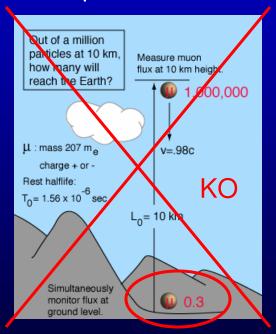
Ma in S' i vari orologi segnano:

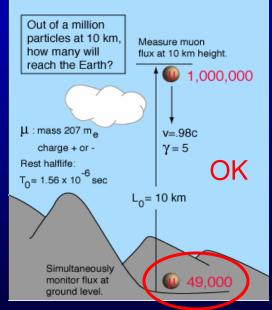
$$t' = \gamma (t - \beta x/c) \rightarrow t_i' = -\gamma \beta x_i/c = -\gamma \beta id/c$$
  $i = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$ 

Essi quindi non sono piu' sincronizzati

## Realta' degli effetti

Non si tratta di effetti illusori, dovuti a qualche manipolazione delle unita' di misura! Modo di dimostrarlo: conseguenze su quantita' misurate Esempio: decadimento dei muoni cosmici (Rossi e Hall, 1941; ...)





SRI del terreno:

 $\tau = \tau_0 \ \gamma = 7.8 \ \mu s$   $T = L/v = 10/(0.98 \ 300000) = 34 \ \mu s$   $I = I_0 \ 2^{-T/\tau}$   $I = I_0 \ 2^{-34/7.8} = I_0 2^{-4.36} = I_0 0.049$ 

#### SRI del muone:

L = 
$$L_0/\gamma = 0.2L_0 = 2 \text{ km}$$
  
T =  $L/v = 6.8 \mu \text{s}$   
 $I = I_0 2^{-T/\tau}$   
 $I = I_0 2^{-6.8/1.56} = I_0 2^{-4.36} = I_0 0.049$ 

Non relativistico

Relativistico

### Trasformazione delle velocita'

La legge di trasformazione dedotta dalle TdG deve essere cambiata.
Differenziando le TdL:

$$\begin{cases} x' = \gamma(x - \beta ct) \rightarrow x' + dx' = \gamma \left[ x + dx - \beta c \left( t + dt \right) \right] \\ y' = y \rightarrow y' + dy' = y + dy \\ z' = z \rightarrow z' + dz' = z + dz \\ t' = \gamma \left( t - \beta x/c \right) \rightarrow t' + dt' = \gamma \left[ t + dt - \beta \left( x + dx \right)/c \right] \end{cases} \rightarrow \begin{cases} dx' = \gamma \left[ dx - \beta cdt \right] \\ dy' = dy \\ dz' = dz \\ dt' = \gamma \left[ dt - \beta dx/c \right] \end{cases}$$

Nuova velocita':

$$\begin{aligned} \mathbf{v}_{x}' &= \frac{dx'}{dt'} = \frac{[dx - \beta c dt]}{[dt - \beta dx/c]} = \frac{\frac{dx}{dt} - \beta c}{1 - \frac{dx}{dt} \frac{\beta}{c}} = \frac{\mathbf{v}_{x} - \beta c}{1 - \frac{\beta}{c} \mathbf{v}_{x}} & \xrightarrow{\mathbf{v}_{x} \to c} \frac{c - \beta c}{1 - \beta} = c \quad ! \\ \mathbf{v}_{y}' &= \frac{dy'}{dt'} = \frac{dy}{\gamma [dt - \beta dx/c]} = \frac{\frac{dy}{dt}}{\gamma \left(1 - \frac{dx}{dt} \frac{\beta}{c}\right)} = \frac{\mathbf{v}_{y}}{\gamma \left(1 - \frac{\beta}{c} \mathbf{v}_{x}\right)} & \text{Accordo con} \\ \mathbf{v}_{z}' &= \frac{dz'}{dt'} = \frac{dz}{\gamma [dt - \beta dx/c]} = \frac{\frac{dz}{dt}}{\gamma \left(1 - \frac{dx}{dt} \frac{\beta}{c}\right)} = \frac{\mathbf{v}_{z}}{\gamma \left(1 - \frac{\beta}{c} \mathbf{v}_{x}\right)} \end{aligned}$$

# Interpretazione delle esperienze

Interpretazione relativistica di due esperimenti:

- Aberrazione stellare
- Fizeau

Trattazione relativistica dell'effetto Doppler

Si usano le TdL e la legge relativistica di composizione delle velocita'

### Aberrazione stellare - I

Descrizione relativistica del fenomeno

Evento di emissione del segnale luminoso (supposto istantaneo), che

supponiamo si propaghi nel piano xy, in S:

$$x = r \cos \alpha$$
$$y = r \sin \alpha$$
$$z = 0$$
$$t = -r/c$$

y y' + ν α α' ν χ,χ'

In *S'*, per mezzo delle TdL:

$$\begin{cases} x' = \gamma (r \cos \alpha + \beta c r/c) \\ y' = r \sin \alpha \\ z' = 0 \end{cases} \rightarrow \tan \alpha' = \frac{y'}{x'} = \frac{\sin \alpha}{\gamma (\cos \alpha + \beta)} = \frac{\tan \alpha}{\gamma (1 + \beta \sec \alpha)}$$

### Aberrazione stellare - II

Per  $\beta \rightarrow 0$ ,  $\gamma \rightarrow 1$ , e quindi , in accordo con la formula pre-relativistica:

$$\tan \alpha' \approx \tan \alpha \left(1 - \frac{\beta}{\cos \alpha}\right) = \tan \alpha - \frac{\beta \sin \alpha}{\cos^2 \alpha}$$

$$\tan \alpha' = \tan \left(\alpha + \delta \alpha\right) \simeq \tan \alpha + \frac{d \left(\tan \alpha\right)}{d \alpha} \delta \alpha = \tan \alpha + \sec^2 a \delta \alpha$$

$$\rightarrow \delta \alpha \sec^2 a \approx -\frac{\beta \sin \alpha}{\cos^2 \alpha} \rightarrow \delta \alpha \approx -\beta \sin \alpha \rightarrow \delta \alpha \Big|_{\alpha = \pi/2} \approx -\beta = -\frac{v}{c}$$

Inoltre, nella descrizione relativistica si mostra che il fenomeno dell'aberrazione e' correttamente previsto nella teoria ondulatoria, e non solo nell'approssimazione geometrica dell'ottica dei raggi

## Esperimento di Fizeau

Come al solito, due SRI:

S (laboratorio), S'(sistema di quiete per l'acqua corrente) Velocita' della luce in S':

$$v_x' = c/n$$
,  $v_y' = 0$ ,  $v_z' = 0$ 

In S:

$$\begin{cases} v_{x} = \frac{v_{x}' + \beta c}{1 + \beta v_{x}' / c} = \frac{c/n + \beta c}{1 + \beta/n} = \frac{c}{n} (1 + \beta n) (1 + \beta/n)^{-1} \\ v_{y} = 0 \\ v_{z} = 0 \end{cases}$$

Per  $\beta \rightarrow 0$ :

$$\mathbf{v}_{x} = \frac{c}{n} (1 + \beta n) (1 + \beta / n)^{-1} \approx \frac{c}{n} (1 + \beta n) (1 - \beta / n)$$

$$\approx \frac{c}{n} \left( 1 + \beta \left( n - \frac{1}{n} \right) \right) = \frac{c}{n} + v \left( 1 - \frac{1}{n^{2}} \right)$$
OK con dati sperimentali

## Effetto Doppler in RR - I

Effetto ben noto nella fisica pre-relativistica:

Lunghezza d'onda aumenta se sorgente e ricevitore sono in moto di allontanamento, diminuisce se sono in moto di avvicinamento Lunghezza d'onda nel SRI di quiete della sorgente:  $\lambda_0$ . Formula classica:

Due impulsi luminosi emessi con intervallo dt, velocita' radiale  $u_r$ 

- $\rightarrow$ Differenza di cammino per i due  $u_r dt$
- $\rightarrow$ Differenza di tempo di arrivo per i due  $\Delta t = dt + u_{s}/c dt$
- $\rightarrow$ Differenza di lunghezza d'onda per i due:  $\lambda_0 = cdt$ ,  $\lambda = c\Delta t \rightarrow \lambda/\lambda_0 = 1 + u_p/c$

# Effetto Doppler in RR - II

Correzione relativistica

L'intervallo dt, definito nel SRI dell'osservatore, corrisponde all'intervallo  $dt/\gamma$  nel SRI della sorgente, nel quale viene definita  $\lambda_0$ . Quindi:

$$\frac{\lambda}{\lambda_0} = \gamma \left( 1 + \frac{u_r}{c} \right) \to \frac{1}{\sqrt{1 - u^2/c^2}} \left( 1 + \frac{u}{c} \right) = \sqrt{\frac{1 + \beta}{1 - \beta}} \text{ se u} \equiv u_r \text{ (pura vel. radiale)}$$

Si noti che, contrariamente al caso pre-relativistico, c'e' cambiamento di Lunghezza d'onda anche per puro moto trasversale (effetto Doppler trasverso: effetto relativistico)