

UN MODO PIÙ DIRETTO PER INDICARE LO SPAZIO-TEMPO E LE SUE DIMENSIONI SPAZIALI È, IN ANALOGIA CON  $\mathbb{R}^3, \mathbb{R}^{1,n}$  ( $\mathbb{R}^{1+n}$ ) DOVE 1 INDICA LA DIMENSIONE TEMPORALE E  $n = 1, 2, 3$  INDICA LE DIMENSIONI

NI SPAZIALI, PER ESEMPPIO  $\mathbb{R}^{1,1}$  INDICA  $(ct, x)$   
 $\mathbb{R}^{1,2}$   $(ct, x, y)$  E  $\mathbb{R}^{1,3}$   $(ct, x, y, z)$ , NATURAL-  
MENTE LO SPAZIO-TEMPO MI E'  $\mathbb{R}^{1,3}$  (VEDI PAG. 18)  
ORA ANALIZZIAMO I SEGUENTI CASI

$I < 0$  (TIPO TEMPO) SONO DUE IPERBOLOIDI DENTRO  
IL CONO-LUCE OTTENUTI DALLA ROTAZIONE ATTORNO  $ct$   
 $I > 0$  (TIPO SPAZIO) E' UN IPERBOLOIDE DI ROTAZIO-  
NE ATTORNO ALL'ASSE  $ct$ .

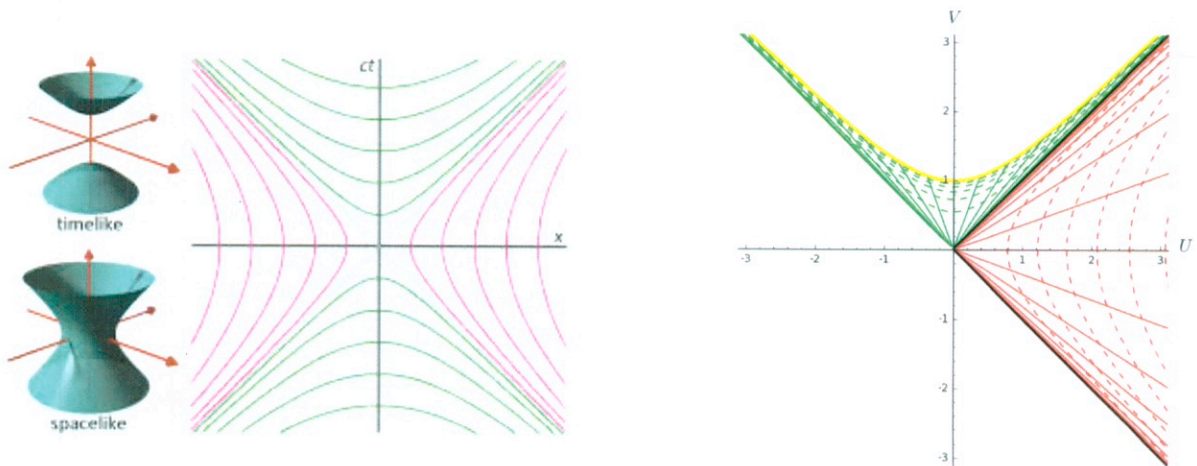
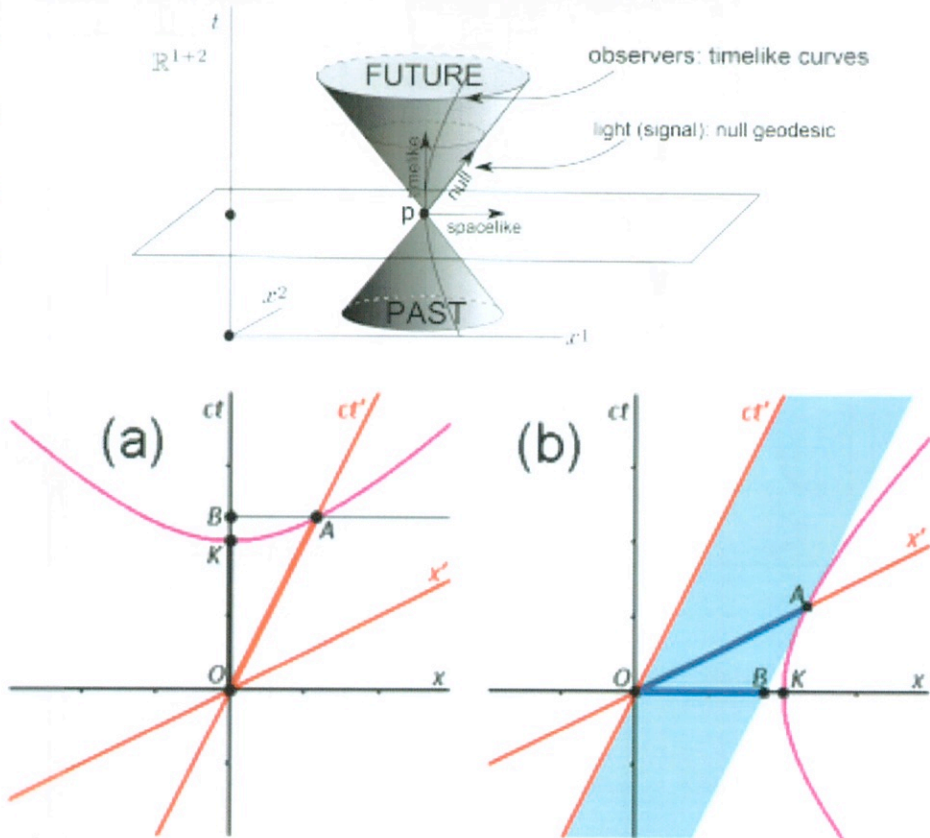
DA QUESTI IPERBOLOIDI SI PUO' OTTENERE UNA  
TRASFORMAZIONE DI LORENTZ DELLE COORDINATE  
DA  $S' \rightarrow S''$  O VICEVERSA, NELLE FIGURE DELLA  
PAGINA PRECEDENTE E IN QUELLE SEGUENTI,  
 $S$  E  $S'$  SONO IN CONFIGURAZIONE STANDARD.

● ESEMPIO CON  $S$  E  $S'$  IN CONFIGURAZIONE  
STANDARD PER PASSATE DA  $(ct, x) \rightarrow (ct', x')$   
LE COORDINATE  $(ct', x')$  SARANNO SULLA STESSA  
IPERBOLE DATO CHE  $I$  E' LORENTZ INVARIANTE  
COME SI EVINCE DALLO SCHEMA RIPORTATO NELLE  
PAGINE SUCCESSIVE.

● OSSERVAZIONI ● NON ESISTONO T.L. CHE PERMETTONO  
DI PASSARE DAGLI IPERBOLOIDI TIPO-TEMPO  
SUPERIORI A QUELLI INFERIORI E VICEVERSA.

● NON ESISTONO T.L. CHE PERMETTONO DI PASSARE  
DA IPERBOLOIDI TIPO TEMPO A IPERBOLOIDI TIPO  
SPAZIO E VICEVERSA ● PER  $I < 0$  L'ORDINE TEMPO-  
RALE DEGLI EVENTI E' ASSOLUTO E NON PUO' ESSERE  
INVERTITO ● PER  $I > 0$  L'ORDINE TEMPORALE

DEGLI EVENTI DIPENDE DAL S.I.D.R. DEL QUALE SONO  
 OSSERVATI E PERTANTO VIOLA IL PRINCIPIO  
 CAUSA-EFFETTO. GLI EVENTI ALL'INTERNO DEGLI  
 IPERBOLOIDI DI TIPO TEMPO SONO SEMPRE CONSISTENTI  
 CON IL PRINCIPIO CAUSA-EFFETTO.

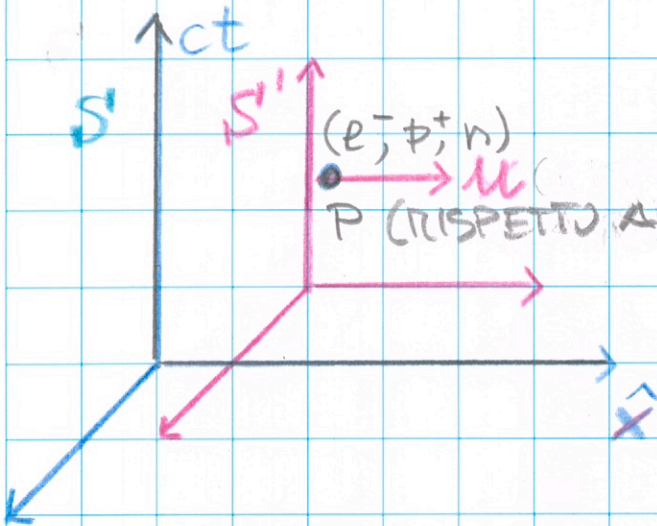


## LEZIONE #29 CEUNI DI MECCANICA RELATIVISTA

CA, PRIMA DI ENTRARE NEL MERITO DI QUESTO ARGOMENTO TROVO UTILE FARE UNA RIFLESSIONE RELATIVA AL FATTO CHE CI SONO GRANDEZZE FISICHE COME PER ESEMPIO IL VETTORE  $\vec{J}$ , A CUI AVEVAMO ACCENNATO A PAG. 22 DI QUESTI APPUNTI LA CUI DIVERGENZA, TRAMITE LA RELAZIONE DI CONTINUITA'  $\vec{\nabla} \cdot \vec{J} = -\partial_t \rho$  E' LEGATA ALLA DENSITA' DI CARICA  $\rho(t, x, y, z)$ . IN  $\mathbb{R}^3$  L'EQUAZIONE RICHIEDE UN OPERATORE DIFFERENZIALE PER LO SPAZIO ( $\vec{\nabla}$ ) E UNO PER IL TEMPO  $\partial_t$ . TUTTAVIA, IN UNO SPAZIO  $\mathbb{R}^{1,3}$  IN LINEA DI PRINCIPIO POTREMMO TROVARE UN OPERATORE DIFFERENZIALE CHE AGISCE SIA SULLO SPAZIO  $(x, y, z)$  SIA SUL TEMPO E PUO' INDICIZZARLO CON LA LETTERA  $\mu$  ( $\partial_\mu \equiv \partial_t, \vec{\nabla}$ ) E POI TRASFORMARE  $\vec{J}$ , CHE POTREBBE DIPENDERE DALLO SPAZIO E DAL TEMPO, IN UN 4-VETTORE  $J^\mu$ . QUESTA "RATIO PROCEDENDI" CI PORTERA' A UNA FORMULAZIONE RELATIVISTICA ESPlicita DELLA E.D. ESPRESSA CON IL FORMALISMO TENSORIALE IN  $\mathbb{R}^{1,3}$ .

• TEMPO PROPRIO - VELOCITA' PROPRIA. QUANDO CI MUOVIAMO LUNGO UNA TRAIETTORIA AMMESSA (WORLD-LINE) NELLO SPAZIO  $\mathbb{R}^{1,3}(M)$  CON UNA VELOCITA' ORDINARIA  $\vec{u}$  IN S' UN OROLOGIO

IN  $S'$  È PIÙ LENTO RISPETTO A QUELLO IN  $S$ .



$$dt' = dt / \gamma_u = \sqrt{1 - \beta_u^2} dt$$

DOVE  $\gamma_u = \frac{1}{\sqrt{1 - (u/c)^2}}$   
 $= \frac{1}{\sqrt{1 - \beta_u^2}}$

SE  $S$  E  $S'$  SONO IN CONFIGURAZIONE STANDARD E P È SOLIDALE A  $S'$  (VEDI FIGURA) POSSIAMO DIMOSTRARE LA RELAZIONE NEL MODO SEGUENTE:  $dt = \gamma (dt' + v \Delta x' / c^2)$ , MA DATO CHE P È SOLIDALE A  $S'$ , CHE A SUA VOLTA SI STA MUOVENDO SU UNA TRAIETTORIA AMMESSA,  $\Rightarrow \Delta x' = 0 \Rightarrow dt' = dt / \gamma_u$

IL TEMPO REGISTRATO DA UN OROLOGIO SOLIDALE CON P ( $dt'$ ) LO DEFINIAMO TEMPO PROPRIO E LO INDICHIAMO CON  $\tilde{t} = t' \Rightarrow dt' = d\tilde{t}$  DA CUI LA RELAZIONE  $|d\tilde{t} = \sqrt{1 - \beta_u^2} dt|$  INTERVALLO DI TEMPO PROPRIO

RICORDIAMO CHE NELLA RELAZIONE

$$d\tilde{t} = dt / \gamma_u$$

(MISURATO SOLIDALE CON P) (MISURATO SOLIDALE CO  $S'$  (PER ES. LAB.))

$\tilde{t}$  È LORENTZ INVARIANTE, DIMOSTRAZIONE COME ABBIAMO VISTO GLI INTERVALLI I SONO GRANDEZZE LORENTZ-INVARIANTI DATO CHE

RISULTANO DA PRODOTTO SCALARE DI 4-VETTORI

$\Delta x_{\mu} \Delta x^{\mu} = \Delta x^{\mu} \Delta x_{\mu} \Rightarrow$  L'INTERVALLO CALCOLATO IN  $S'$   $I = \Delta S^2 = -(c\Delta t)^2 + \Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2 = (\Delta S')^2 \Rightarrow$   
 $= -(c\Delta \tilde{t})^2 + (\Delta x')^2 + (\Delta y')^2 + (\Delta z')^2$  MA CON  $P$  SOLIDALE  $\Delta S' = \Delta x' = \Delta y' = \Delta z' = 0 \Rightarrow$   
 $\Delta S^2 = (\Delta S')^2 = c^2 \Delta \tilde{t}^2 \Rightarrow$   $c\Delta \tilde{t}$  È RELATIVISTICAMENTE INVARIANTE.

### • GRANDEZZE RELATIVISTICAMENTE INVARIANTI

(ALCUNE) LE GRANDEZZE FISICHE CHE RIMANGONO INVARIATE RISPETTO A TUTTI I S.d.R. INERZIALI SECONDO LA RELATIVITÀ SPECIALE SONO

•  $c$  (VELOCITÀ DELLA LUCE)

• INTERVALLO TRA GLI EVENTI  $I = -(c\Delta t)^2 + (\Delta \vec{r})^2$

• MASSA A RIPOSO (O MASSA PROPRIA),

• OSSERVAZIONE LE RELAZIONI TRA GRANDEZZE FISICHE RELATIVISTICAMENTE INVARIANTI CHE SI POSSONO DESCRIVERE TRAMITE ERS, SONO DETTE "FORME INVARIANTI".

DALLA DEFINIZIONE DI TEMPO PROPRIO È POSSIBILE DEDURRE QUELLA DI VELOCITÀ PROPRIA NEL MODO SEGUENTE. LA VELOCITÀ ORDINARIA DI UNA PARTICELLA

È UN VETTORE TANGENTE ALLA TRAIETTORIA

E RISPETTO A UN S.d.R. CARTESIANO  $S'$  HA

COMPONENTI  $d\vec{l}/dt = \vec{u} = \frac{dx}{dt} \hat{x} + \frac{dy}{dt} \hat{y} + \frac{dz}{dt} \hat{z}$

LE VELOCITÀ ORDINARIE (CHE DIREMO ANCHE SPAZIALI) NON SI TRASFORMANO CON LE ERS.

TRASFORMATE DI L. TUTTAVIA, POSSIAMO DEFINIRE

IN RELATIVITÀ SPECIALE UN 4-VETTORE VELOCITÀ FORMA INVARIANTE, PER COSTRUIRE QUESTO 4-VETTORE FORMA INVARIANTE E LE CUI COMPONENTI SPAZIALI DEFINISCONO LA VELOCITÀ PROPRIA, CONSIDERIAMO UNA PARTICELLA CHE SI MUOVE SU UNA TRAIETTORIA ADMESSA, I.E. NELLO SPAZIO  $I \leq J$  IN  $\mathbb{R}^{1,3}$ , ESSENDO  $\tau$  INVARIANTE LO POSSIAMO USARE COME PARAMETRO, IL 4-VETTORE VELOCITÀ È DEFINITO COME IL RAPPORTO TRA IL 4-VETTORE POSIZIONE IN  $\mathbb{R}^{1,3}$ ,  $x^M$  RISPETTO AL TEMPO PROPRIO

$$\eta^M = \frac{dx^M}{d\tau} = \left( c \frac{dt}{d\tau}, \frac{dx}{d\tau}, \frac{dy}{d\tau}, \frac{dz}{d\tau} \right) \\
 = \left( \frac{dx^0}{d\tau}, \frac{dx^1}{d\tau}, \frac{dx^2}{d\tau}, \frac{dx^3}{d\tau} \right)$$

PER CALCOLARE LE 4-COMPONENTI RICORDIAMO CHE  $dt = \gamma d\tau \Rightarrow$  IN UNITÀ  $ct \equiv x^0 \equiv ct = c\gamma \tau$

QUINDI  $c\gamma \tau$  DA CUI LA COORDIN.  $\eta^0$  DI  $\eta^M$  RISULTA

$$\eta^0 = \frac{dx^0}{d\tau} = \frac{c\gamma \tau}{d\tau} = c\gamma$$

LE COMPONENTI SPAZIALI DI  $\eta^M$  (CON  $\mu = 1, 2, 3$ ) SONO DATE DA

$$\mu \equiv i \quad \eta^i = \frac{dx^i}{d\tau} \quad \text{CON} \quad \frac{dx^0}{d\tau} = c\gamma \Rightarrow d\tau = \frac{dx^0}{c\gamma}$$

$$\eta^i = \frac{dx^i}{dx^0} c\gamma \quad \text{CON} \quad x^0 \equiv ct \Rightarrow \eta^i = \frac{dx^i}{cdt} c\gamma = \gamma \frac{dx^i}{dt}$$

$\Rightarrow$  LE COMPONENTI SPAZIALI SONO DATE DA

$$\eta^i = \gamma \frac{dx^i}{dt} \quad \text{DOVE} \quad \frac{dx^i}{dt} \quad \text{SONO LE COMPONENTI}$$

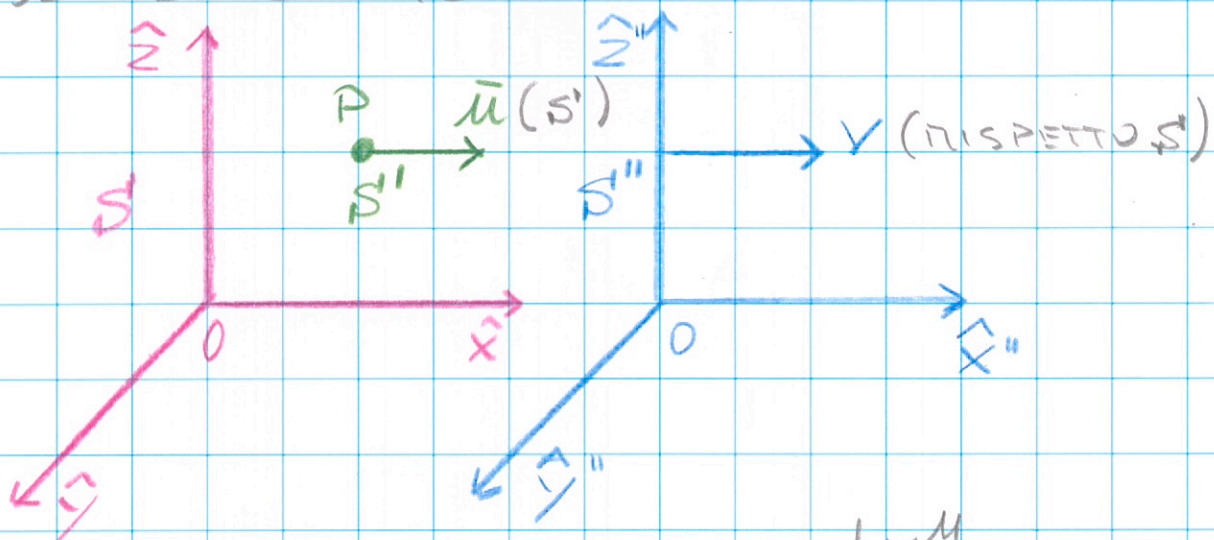
$(x, y, z)$  DELLA VELOCITÀ ORDINARIA  $\vec{u}$

$$\eta^M = (\eta^0, \eta^1, \eta^2, \eta^3) = (\eta^0, \vec{\eta}) = (\gamma_u c, \vec{\eta}) \quad \text{con}$$

$\eta^i = \gamma_u u^i \Rightarrow (\gamma_u c, \gamma_u u^i)$   
 $\eta^M = \gamma_u (c, \vec{u})$

COMPONENTE TEMPORALE      COMPONENTE SPAZIALE

VEDIAMO ORA COME SI TRASFORMA IL 4-VETTORE  $\eta^M$ . PER FARE QUESTO CALCOLO CONSIDERIAMO IL SEGUENTE SCHEMA



DALLA DEFINIZIONE DI  $\eta^M = \frac{dx^M}{d\tau}$  OSSERVIAMO

CHE IL DIFFERENZIALE DEL 4-VETTORE  $x^M$  SI TRASFORMA, MENTRE IL TEMPO PROPRIO RESTA INVARIATO (E' UN'INVARIANTE). QUINDI LE TRASFORMAZIONI DA  $S'$  A  $S''$  IN CONFIGURAZIONE STANDARD CON VELOCITA' RELATIVA  $v$  SONO DATE DA

$$\begin{cases} (\eta'')^0 = \gamma (\eta^0 - \beta \eta^1) \\ (\eta'')^1 = \gamma (\eta^1 - \beta \eta^0) \\ (\eta'')^2 = \eta^2 \\ (\eta'')^3 = \eta^3 \end{cases} \Rightarrow (\eta'')^M = \Lambda^M_{\nu} \eta^{\nu}$$



DOVE  $\Lambda^{\mu}_{\nu}$  È IL TENSORE DI LORENTZ IN CONFIGURAZIONE STANDARD (BOOST  $\hat{x}$ )

NEL FORMALISMO DELL'ALGEBRA LINEARE  $\eta^{\mu}$  SI TRASFORMA COME

$$(\eta^{\mu})^{\mu} = \begin{vmatrix} (\eta^{\mu})^0 \\ (\eta^{\mu})^1 \\ (\eta^{\mu})^2 \\ (\eta^{\mu})^3 \end{vmatrix} = \begin{vmatrix} \gamma & -\gamma\beta & 0 & 0 \\ -\gamma\beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{vmatrix} \begin{vmatrix} \eta^0 \\ \eta^1 \\ \eta^2 \\ \eta^3 \end{vmatrix} = \begin{vmatrix} \gamma(\eta^0 - \beta\eta^1) \\ \gamma(\eta^1 - \beta\eta^0) \\ \eta^2 \\ \eta^3 \end{vmatrix}$$

$\eta^{\mu}$  È DETTO 4-VETTORE VELOCITÀ PROPRIA  
 O 4-VELOCITÀ

IN CONTRASTO LE REGOLE DI TRASFORMAZIONE DELLA VELOCITÀ ORDINARIA SI TRASFORMANO, IN MODO PIÙ COMPLESSO DATO CHE  $u^i = \frac{dx^i}{dt}$  E QUIUDI SI DEVE TRASFORMARE SIA LA COOR.  $x^i$  SIA  $t$

$$(\eta^{\mu})_x = \frac{dx^{\mu}}{dt} = \frac{u_x - v}{(1 - v u_x / c^2)}$$

$$(\eta^{\mu})_y = \frac{dy^{\mu}}{dt} = \frac{u_y}{\gamma(1 - v u_x / c^2)}$$

$$(\eta^{\mu})_z = \frac{dz^{\mu}}{dt} = \frac{u_z}{\gamma(1 - v u_x / c^2)}$$