



Ringraziamenti

Desidero ringraziare le seguenti persone che mi sono state di grande aiuto nella realizzazione di questo lavoro:

- Prof. Emanuele Pace per le lezioni e i chiarimenti.

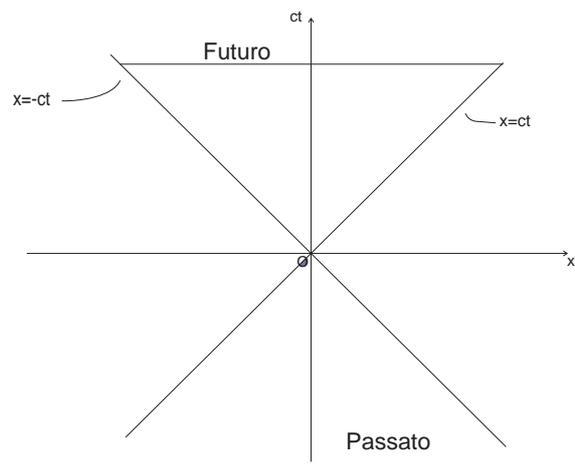
per cui l'equazione in k diventa:

$$-\frac{1}{c} \frac{1}{t} - \frac{2}{c} v \cdot \frac{1}{t}$$

quindi $x' = (x - vt)$ e

$$\begin{array}{l} c - v = c \\ -c = 1 \end{array}$$

Poniamo $j = R$



Abbiamo inoltre che per le onde luminose vale la seguente relazione:

k

da cui ricaviamo:

$$= \frac{1}{c} \sqrt{c^2 + u^2 v^2 \cos^2 \theta}$$

$$u'_b = -v$$

$$u'_{b_\perp} = 0$$

tenendo conto del fatto che per $\beta = 0$ $u_d = 0$ Dopo aver ora trovato l'espressione relativistica per l'impulso, passiamo a ricavare quella per l'energia di una particella, iniziando scrivendo la conservazione nel sistema k.

$$E(u_d) + E$$

Ma $\vec{v} = 0$ quindi:

$$\vec{0} = -\vec{v} = (0, 0)$$

e quindi $\vec{v} = 0$ in ogni sistema di riferimento. Ma

$$\vec{v} = \vec{v}_{\text{finale}} \quad [=]$$

ed è uno scalare di Lorentz. Dimostriamolo:

$$\mathbf{B}' \cdot \mathbf{A}'$$

quindi possiamo ipotizzare la forma di L

$$L = \begin{matrix} & 0 & L & L & L \\ & -L & 0 & L & L \\ & -L & -L & 0 & L \\ & -L & -L & -L & 0 \end{matrix}$$

K

Possiamo adesso verificare che le matrici S rappresentano rotazioni nello spazio euclideo e le matrici K rappresentano Trasformazioni di Lorentz speciali del tipo (1.7). Per brevità

dove

$$\sinh = \frac{\frac{\sinh}{\cosh}}{1 - \tanh} = \frac{\quad}{1 - \quad} e \cosh$$

Capitolo 4

Elettromagnetismo Relativistico

Abbiamo riscritto a destra l'equazione in una forma più compatta, introducendo

Risulta utile definire il tensore Intensità di campo duale: $F =$

Osserviamo ora l'andamento del campo lungo \bar{x} (figura 5.3): anche in questo caso è stato tracciato il grafico per i valori di \bar{x} corrispondenti a 0.2, 0.5 e 0.7.

Potremmo quindi concludere che per v molto alta (prossimo al valore di c

mentre

Un'altra obiezione sollevabile al nostro procedimento potrebbe riferirsi al fatto che finora abbiamo utilizzato solo dei trivettori. E' possibile operare una formulazione covariante a vista dei concetti sviluppati

5.2 Descrizione Lagrangiana dei campi

e quindi

1

dove la superficie S è una superficie chiusa posta all'infinito, ove i campi hanno valore nullo, per cui anche l'integrale varrà 0, riotteniamo infatti

$$E_{\text{campo}} = \frac{1}{8} \int_{R^3} E + B \, dx$$

possiamo quindi definire l'impulso del campo $\mathbf{p} = \int_{R^3} \mathbf{E} + \mathbf{B} \, dx$

Una notazione del genere renderà i calcoli più semplici più avanti. Torniamo al momento angolare del

Le componenti di sono:

$$= \frac{1}{8}$$

Possiamo ora definire un vettore \mathbf{X} che abbia un ruolo analogo alle coordinate del centro di massa di un sistema di punti massivi, ovvero nel nostro caso \mathbf{X} sarà tale che

\mathbf{X}

Riconsideriamo ora per un attimo le equazioni del moto di una particella (5.1) e pensiamo ad un