

B Ö L Ü M — 11

ÖZEL GÖRELİLİK: LORENTZ DÖNÜŞÜMÜ

- # Işığın hızı, ışık kaynağı ve alıcının hareketinden bağımsızdır.
- # Uzay izotrop ve tekdüredir. Fizik'in temel yasaları, düzgün göreceli hareket halindeki iki gözlemci için aynıdır.

Nokta kaynaktan yayılan bir ışık dalgası düşünelim. Dalga cephesi (eşit fazların yüzeyi) kaynağın hareketli bulunduğu bir gözlem çerçevesinden bakılırsa bir küre olur. Fakat ilkeyimize göre kaynağa göre düzgün harekette bulunan başka bir gözlem çerçevesinden de bakılırsa yine küre olmalıdır. Işığın hızının kaynağın hareketinden bağımsız olduğu dalga cephesinin şeklinin kaynağın düzgün doğrusal harekette olup olmamasından bilmemizi gerektirir.

LORENTZ DÖNÜŞÜMÜ

- # Biri küre göre sabit V hızla hareket eden iki ayrı S ve S' çerçevesi kullanacağız.

S çerçevesinde bir ışık kaynağının başlangıç noktasında olduğunu varsayarsak, $t=0$ 'da yayılan küresel bir dalga cephesinin denklemini

$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2$$

S' 'de

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2$$

(2)

Bunlara uygun sonuçlar verip veremeyeceğini görmek için Galile dönüşümlerini bu denklemlerde yerleştiririz.

$$x' = x - vt \quad , \quad y' = y \quad , \quad z' = z \quad , \quad t' = t$$

$$x^2 - 2xvt + v^2 t^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2$$

bu ilk denklemlerle uyuşmaz. Galile dönüşümü gelmez. Başka bir dönüşüm bulmalıyız. Bulacağımız dönüşüm kılada Galile dönüşümüne indirgemeli...

$$\left. \begin{array}{l} x' = \alpha x + \epsilon t \\ y' = y \\ z' = z \\ t' = \sigma x + \gamma t \end{array} \right\} \begin{array}{l} x' = 0 \text{ için } \frac{dx}{dt} = v \\ x = 0 \text{ için } \frac{dx'}{dt'} = -v \end{array} \quad \text{olduğunu biliyoruz.}$$

$$x' = 0 \Rightarrow x = -\frac{\epsilon}{\alpha} t \Rightarrow \frac{dx}{dt} = +v = -\frac{\epsilon}{\alpha} \Rightarrow \boxed{v = -\frac{\epsilon}{\alpha}}$$

$$x' = \alpha x + \epsilon \frac{1}{\gamma} (t' - \sigma x)$$

$$x = 0 \Rightarrow x' = \frac{\epsilon}{\gamma} t' \Rightarrow \frac{dx'}{dt'} = -v = \frac{\epsilon}{\gamma} \Rightarrow \boxed{v = -\frac{\epsilon}{\gamma}}$$

$$\Leftrightarrow \boxed{\alpha = \gamma}$$

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2$$

$$(\alpha x + \xi t)^2 + y^2 + z^2 = c^2 (\sigma x + \alpha t)^2$$

$$\alpha^2 x^2 + 2\alpha \xi x t + \xi^2 t^2 + y^2 + z^2 = c^2 (\sigma^2 x^2 + \alpha^2 t^2 + 2\sigma \alpha x t)$$

$$\underbrace{(\alpha^2 - c^2 \sigma^2)}_{=1} x^2 + y^2 + z^2 + \underbrace{(2\alpha \xi - 2c^2 \sigma \alpha)}_{=0} x t = c^2 \underbrace{(\alpha^2 - \xi^2)}_{=1} t^2$$

○

$$\left. \begin{aligned} \alpha^2 - c^2 \sigma^2 &= 1 \\ 2\alpha \xi &= 2c^2 \sigma \alpha \\ \alpha^2 c^2 - \xi^2 &= c^2 \end{aligned} \right\}$$

$\xi = -\sqrt{\alpha}$ 'ya kullanır ξ 'u yph ederiz.

$$\alpha^2 c^2 - v^2 \alpha^2 = c^2 \Rightarrow \alpha^2 (c^2 - v^2) = c^2$$

○

$$\cancel{\alpha^2 c^2} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right) = \cancel{c^2} \Rightarrow \boxed{\alpha = \frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} = \gamma}$$

$$\Rightarrow \boxed{\xi = \frac{-v}{\sqrt{1 - (v/c)^2}}}$$

$$\cancel{2\alpha \xi} = \cancel{2c^2 \sigma \alpha} \Rightarrow \sigma = \xi / c^2 \Rightarrow \boxed{\sigma = \frac{-v/c^2}{\sqrt{1 - (v/c)^2}}}$$

④

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

$$t' = \frac{t - (v/c^2)x}{(1 - v^2/c^2)^{1/2}} \quad \text{Lorentz Dönüşümü.}$$

$v/c \rightarrow 0$ limitinde Galile dönüşümüne indirgenir.

Bunlar: $x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2$ verir yani $x'^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2$. ○

$\beta \equiv \frac{v}{c}$ kullanacağız. yani $c=1$ olan bir sistemde ölçülen hız.

$$\gamma \equiv \frac{1}{(1 - \beta^2)^{1/2}} \equiv \frac{1}{(1 - \frac{v^2}{c^2})^{1/2}}$$

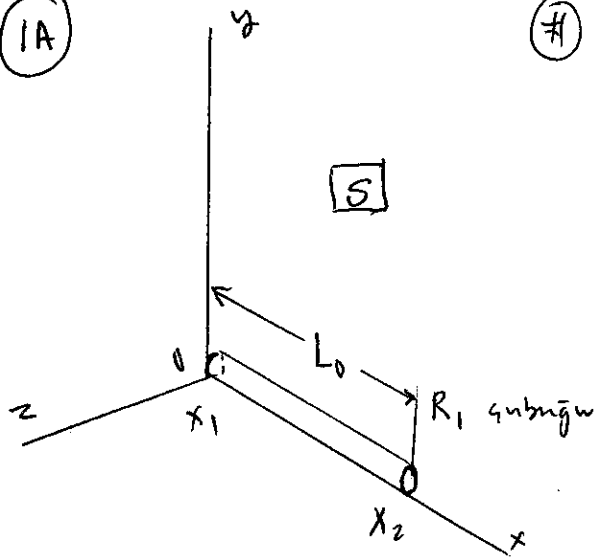
$$\begin{cases} x' = \gamma (x - \beta ct) & y' = y, \quad z' = z \\ t' = \gamma (t - \frac{\beta}{c} x) \end{cases}$$

$$\begin{cases} x = \gamma (x' + \beta ct') & y = y', \quad z = z' \\ t = \gamma (t' + \frac{\beta}{c} x') \end{cases} \quad \text{Ters Dönüşüm.}$$

Öğrenciye Gitsin.

Uzunluk Büzülmesi :

(1A)

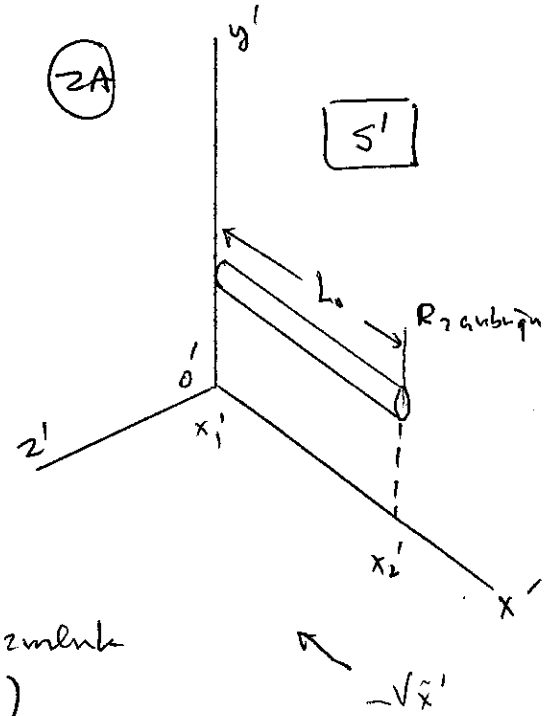


(#) Çubuk S' 'de durgun olduğundan uclarının yer koordinatları x_1 ve x_2 'den bağımsızdır.



$L_0 = x_2 - x_1$ has uzunluk

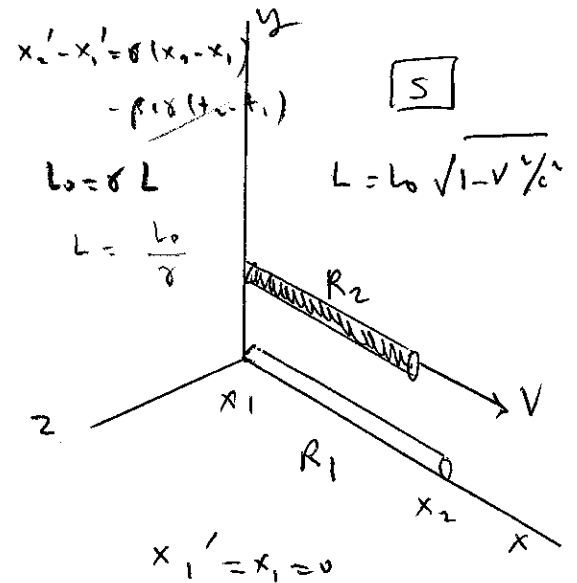
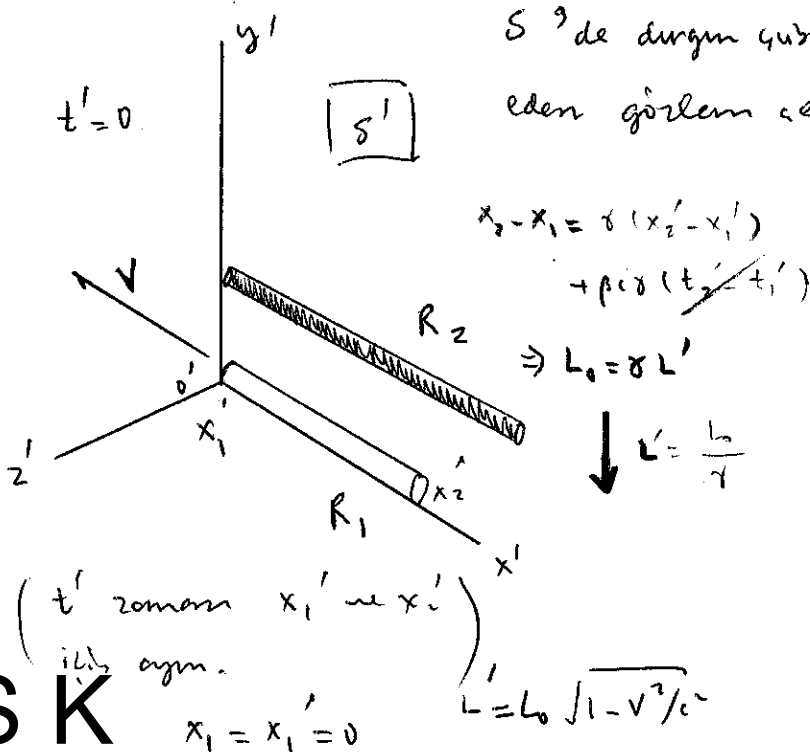
(2A)



S' 'de durgun olan ve x' eksenini üzerinde duran bir çubuk için aynı nedene

$L_0 = x'_2 - x'_1$: S' 'deki durgun uzunluk (has uzunluk)

(#) Çubukların uzunluklarını hareketli bir gözlem çerçevesinden bakıldığında bulmak istiyoruz.



6

(LD)

$$x_1 = \gamma (x_1' + v t_1')$$

$$x_2 = \gamma (x_2' + v t_2')$$

$$x_2 - x_1 = \gamma (x_2' - x_1') + \cancel{\gamma v (t_2' - t_1')} \quad \text{at } (t_1' = t_2')$$

$$L_0 = \gamma (x_2' - x_1') = \gamma L$$

$$L = \frac{L_0}{\gamma} = L_0 (1 - \beta^2)^{1/2}$$

∴ hareketli çerçevedeki ölçüm, duran çerçevedeki ölçümlerden daha kısa bir sonuç verir.

$$x_1' = \gamma (x_1 - v t_1)$$

$$x_2' = \gamma (x_2 - v t_2)$$

$$x_2' - x_1' = L_0 = \gamma (x_2 - x_1) - \cancel{\gamma v (t_2 - t_1)} \quad \text{at } (t_1 = t_2)$$

$$L_0 = \gamma L$$

$$L = \frac{L_0}{\gamma} = L_0 (1 - \beta^2)^{1/2}$$

(Lorentz - Fitzgerald Buzulması)

"Günlüğün uclarının kırımları eşzamanlı gözlemler."

(#) Hareketli S' çerçevesindeki gözlemci, S deki durgun çubuğun uzunluğunun L_0/γ sonucuyla ölçer iken x_2', x_1' eş zamanlı ölçülür.

(#) u_1 noktalarını S' 'de eş zamanlı kaydetme işlemi S 'de x_1 ve x_2 uç noktalarında eş zamanlı olaylara dönüşmediğini bilmek önemlidir; tersine Lorentz denklemleri S' 'de eş zamanlı kaydedilen uç noktaları S 'de

$$t_2 - t_1 = \frac{\beta}{c} (x_2 - x_1)$$

zaman aralığını gösterir.

$$(t_1' = t_2' = 0)$$

$$\left. \begin{aligned} t_2 &= \gamma \left(t_2' + \frac{\beta}{c} x_2' \right) \\ t_1 &= \gamma \left(t_1' + \frac{\beta}{c} x_1' \right) \end{aligned} \right\} \begin{aligned} t_2 - t_1 &= \cancel{\gamma (t_2' - t_1')} + \gamma \frac{\beta}{c} (x_2' - x_1') \\ &= \gamma \frac{\beta}{c} (x_2' - x_1') \\ &= \frac{\beta}{c} (x_2 - x_1) \end{aligned}$$

(#) y-ekseni üzerindeki bir çubuk için eş zamanlılık problemi değil
ama x-ekseni " " " " " önemli

Örnek :

$x=0$ S 'de } konumlarındaki saatler $t=0$ anında y doğrultusunda
 $x=L_0$ birer ışık isareti yayarlar. Bu iki isaret S' 'de
 x' doğrultusunda sıralanmış bir aizi sağa doğru
tarafından alınır. Uygun bir sayar aracındaki uzaklık
nedir?

(8)

$$x_1' = \gamma (x_1 - \beta c t_1) = \gamma (0 - \beta c \cdot 0) = 0$$

$$x_2' = \gamma (x_2 - \beta c t_2) = \gamma (L_0 - \beta c \cdot 0) = \gamma L_0$$

$$\Rightarrow x_2' - x_1' = L_0 \gamma = \frac{L_0}{\sqrt{1-\beta^2}} : \text{İkisi arasındaki uzalırlık.}$$

(// Bu sonuç bulduğumuz sonuç ile uyumaz")

Önceki deney $[S]$ 'de eşzamanlık gereğini kullanarak, $[S']$ 'de uzalırlığın doğal tanımına dayanıyordu. $\Delta t' = 0$ olduğunda $\Delta x'$ 'nin Δx ile karşılaştırılmasını istiyorduk.

İkinci deney $\Delta t = 0$ olduğunda $\Delta x'$ 'nin Δx ile karşılaştırılmasına dayanıyor.

İkinci deneyin sonucu: $[S]$ 'de eşzamanlı olan iki olayın genelde

$[S']$ 'de eşzamanlı olmadığıdır. LD 'den $[S]$ 'de Δx uzaysal aralıkla eşzamanlı ($\Delta t = 0$) olan iki olayın $[S']$ 'de hem uzay hem de zamanda ayrılmış olduklarını görürüz.

$$\Delta x' = \gamma \Delta x$$

$$c \Delta t' = -\beta \gamma \Delta x$$

$$t_2' - t_1' = \gamma (t_2 - t_1) - \gamma \frac{\beta}{c} (x_2 - x_1)$$

$$\Rightarrow c \Delta t' = -\beta \gamma \Delta x$$

Görelî Hıza Dik Uzunluğun Ölçülmesi:

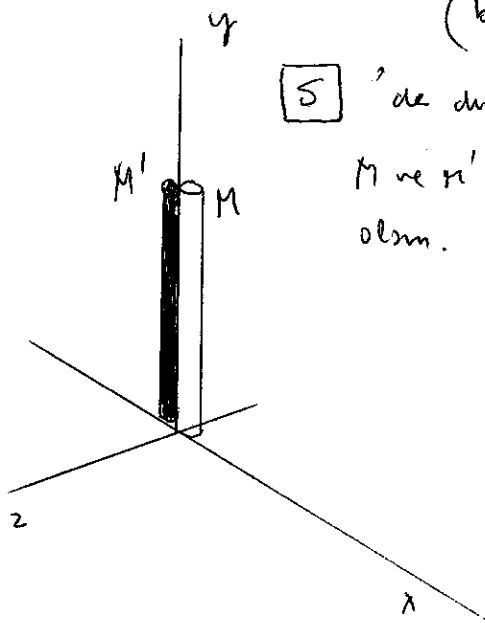
$$x' = \gamma (x - \beta ct)$$

$$\left. \begin{array}{l} y' = y \\ z' = z \end{array} \right\} \text{ " Kendi uzunluğuna dik hareket eden bir cisim metrenin } \\ \text{uzunluk ölçüsünün hızı bağımsız olduğu anlamına gelir. "}$$

$$t' = \gamma \left(t - \frac{\beta}{c} x \right)$$

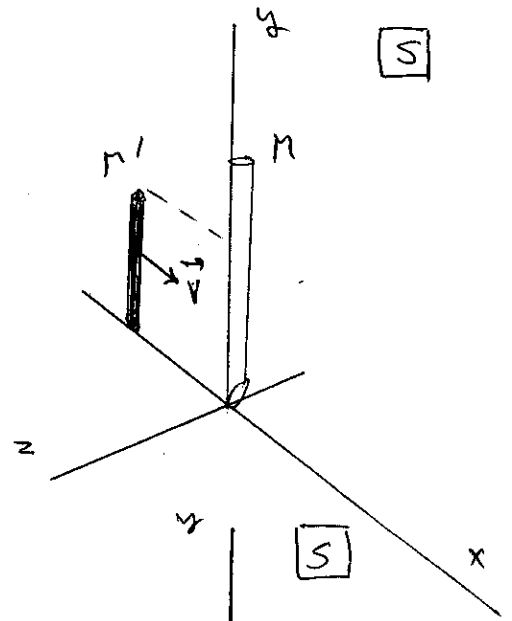
Bir cisim metre alıp sabit hızla hareket ettirir ve durgun olanın yanından geçiririz.

○



(başlangıç noktalarını seçtiyoruz.)

[S] 'de durgun, önder
M ve M' cisimleri
olsun.

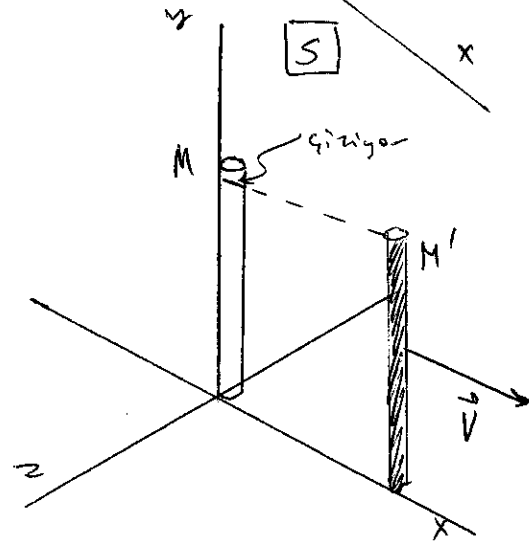


○

S: cisim metrelerden birinin, S' diğeri.
hareketli bulunduğu gerçeğe. Hareketin
görünen uzunluğunu değiştirdiğini varsayalım.

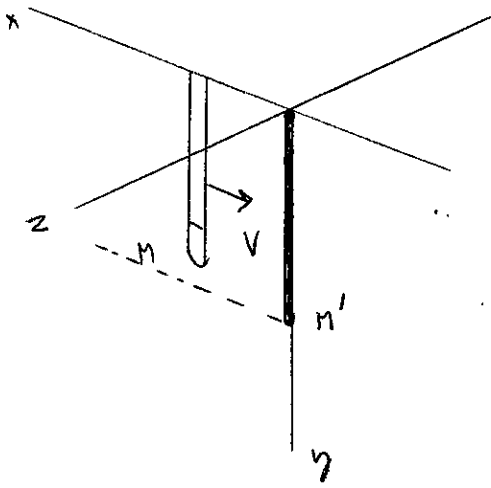
S ve S' 'de bulunan iki gözlemciye göre
fizik yasaları aynı kalmak zorunda ise
S' 'de bulunan gözlemciye göre kısa görünen
cisim S' 'de kiye göre uzun görünebilir.

Fakat rollerin bu değişimini cisim metrelerden birinin ötekiden kısa olduğunu
gösteren fiziksel deneylerle uyuşmaz



(10)

Bu nedenle uzunluklar S ve S' 'den gözlemlenirken eşit olmalıdır.

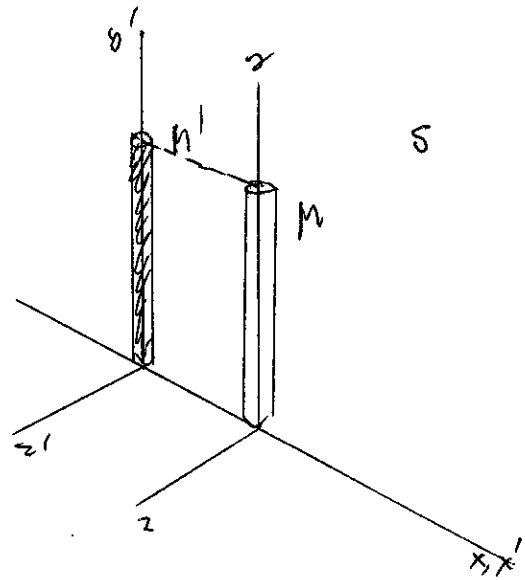


Gizik deneyin fiziksel sonucudur. ve başka bir çerçevede, örneğin M' 'nin duran çerçevesinde ters olarak gözlenebilmektedir. Fakat bu durumda M , M'' 'den daha kısa görünür. Gelishi!!!!
(Çünkü M hareketli M' 'de durmaktadır.)

Bu gelişki ancak M' ve M 'nin bir hareketli de olsa aynı uzunlukta olmalarıyla giderilir.

$$y' = y$$

benzer şekilde $z' = z$.



Sonuç: 1) Harekete dik olan bileşenlerde değişim yok.

2) x eksenine göre yapılan açı ölçümlerinin iki çerçevede farklı olduğu görülür (prb 5) Burada önemli olan nokta uzunluğun uclarının hangi çerçevede eş zamanlı olduğunu bulmaktır.

Hareketli Saatlerde Zaman Genleşmesi : (zaman aralığının uzaması)

⑤ gözlem çerçevesinde durgun bir saat alalım. Saatin durgun kalacağı çerçevedeki bir zaman aralığının ölçümünün sonucu,

$$\tau = t_2 - t_1$$

ile gösterilir ve has zaman olarak adlandırılır.

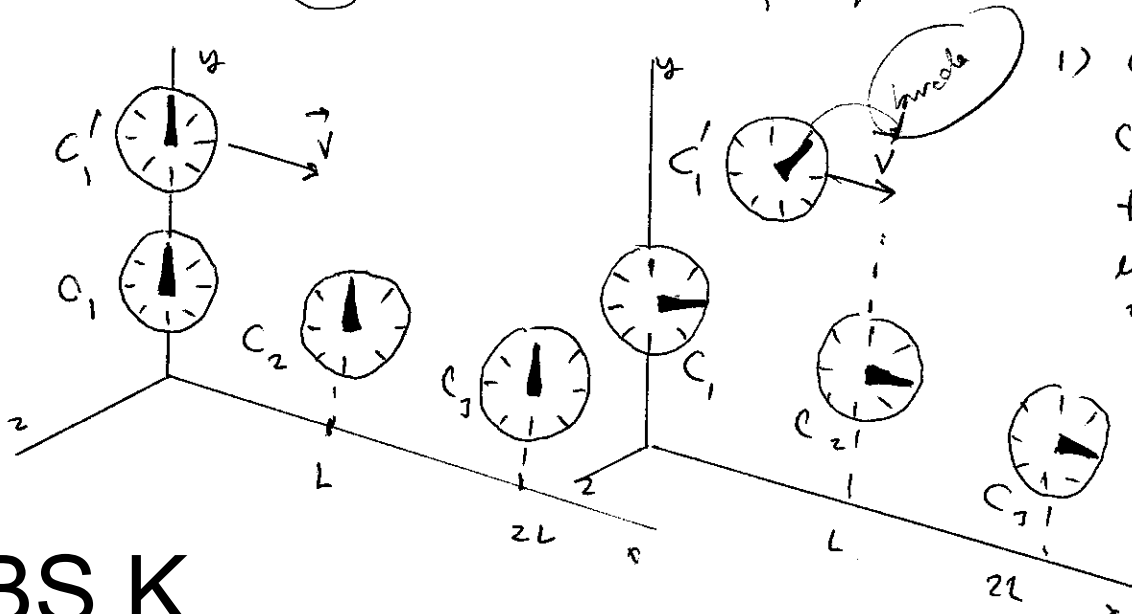
LD : $t_2' = \gamma (t_2 - \frac{\beta}{c} x_2)$ $t_1' = \gamma (t_1 - \frac{\beta}{c} x_1)$

$$t_2' - t_1' = \gamma (t_2 - t_1) - \gamma \frac{\beta}{c} (x_2 - x_1) \rightarrow \text{saat } \textcircled{S} \text{ 'de aynı konumda.}$$

$$= \gamma (t_2 - t_1) = \gamma \tau = \frac{\tau}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

Bu zaman aralığı, ilk saatin $\textcircled{S}$ çerçevesine göre $\sqrt{x}$ hızla hareket eden $\textcircled{S'}$ 'de durgun olan bir saatin ölçtüğü zaman aralığıdır. $\textcircled{S'}$ 'de ölçülen zaman aralığı $\textcircled{S}$ 'den daha uzundur.

Fakat aşağıdaki deneyi yaparsak, $\textcircled{S'}$ 'deki bir zaman aralığının $\textcircled{S}$ 'den ölçümünün $\textcircled{S'}$ 'den daha uzun olduğunu görürüz.



1) C_1, C_2, C_3 $\textcircled{S}$ 'de durgun
 C_1' 'nin v hızı var.
 $t' = 0$ olduğunda $t = 0$ varsayalım

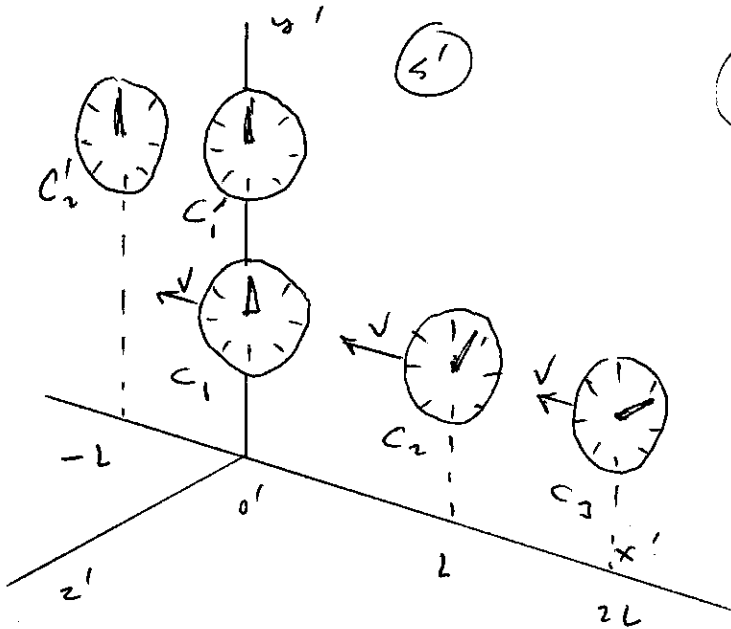
$$t' = \gamma (t - x \frac{v}{c^2})$$

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

$$x = vt = L$$

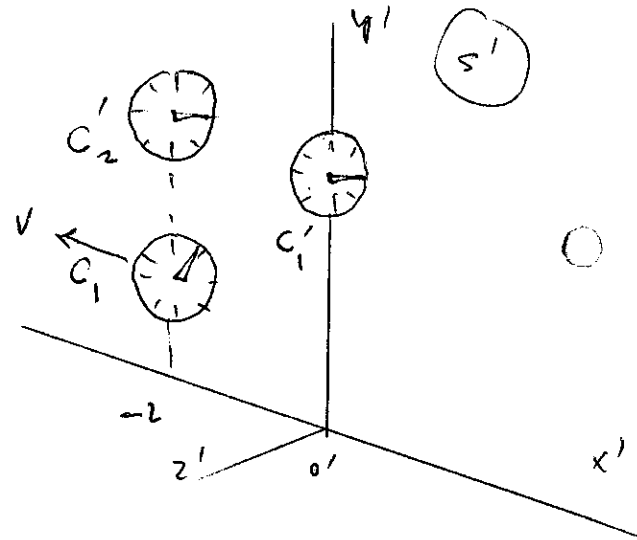
(12)

Sonuç: Sabit göreceli hareket halindeki (S) ve (S') gözlem çerçevelerini alalım. Her çerçevede bir gözlemci ve o çerçevede duran kalan zamandaş kılınmış saatler vardır. (S) de sabit bir konundaki olay buradaki gözlemci tarafından t zaman aralığında ölçülürse (S') 'deki gözlemcisi. Ölettiği zaman aralığı daha uzun olur. $\Delta t' = \gamma \Delta t$. Tersine (S') 'deki sabit bir konunda $\Delta t'$ zaman aralığındaki iki olay için (S) 'deki gözlemci daha uzun bir zaman aralığı ölçer; $\Delta t = \gamma \Delta t'$



(S') 'deki C_1', C_2' vb saatler duran, (S) 'deki gözlemciye göre C_1, C_2, C_3 saatleri zamandaş değillerdir? ne gösterirler.

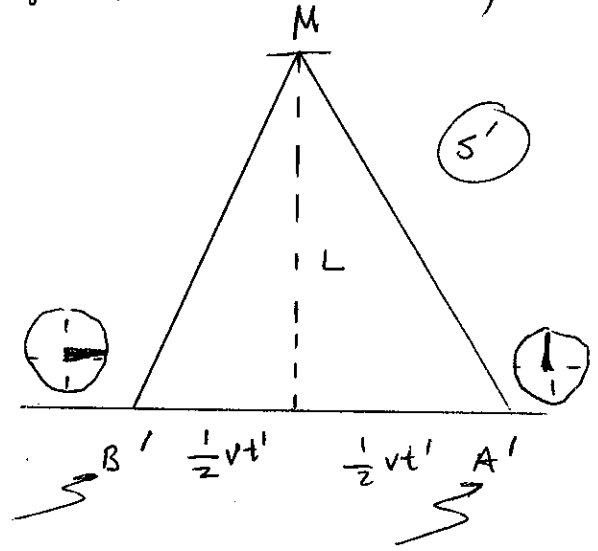
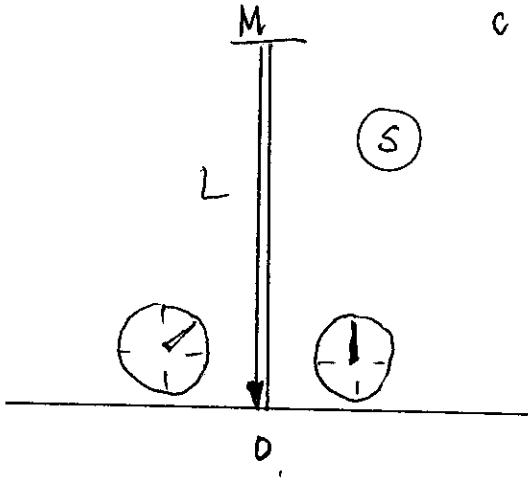
(S') 'deki gözlemciye göre ise, geri kalan saat hareketli C_1 saatidir. Bu anda C_2, C_3 nerededir ve saat hepsi gösterirler.



Bu olaya zaman genişlemesi denir. Hareketli saatlar, duran saatlere göre daha yavaş ilerliyor, gibi görünür. Bu çelişkinin kaynağı c ışık hızının değişmezliğidir. Bunu sanit bir problemi gösterelim $\rightarrow$

⑤ gözlem çerçevesinde standart bir saat yapalım. Bu saat durgun bir kaynaktan çıkan ışık atmasının L uzaklıktaki durgun bir aynaya gidip, tekrar kaynağa gelmesi için geçen τ zamanını ölçmek için kullanabilir. Işık yolu y -eksenli boyuncadır. Böylece,

$$\tau = \frac{2L}{c} \quad (\text{bir göstergel devrede kullanılabilir})$$



A', O ile ışığın yayılma anında karşılaşır. S' 'de ışık $A' \rightarrow M \rightarrow B'$ yoluyla ilerler.

⑤'nde bulunan bir gözlemci (x doğrultusunda S 'ye göre durgun hareket eden)

⑤'de yapılmakta olan deneyin zamanını ölçer. Bunu S' 'de hareketli olan bir dizi zamandas saat ile yapar.

Atmanın S' 'de aldığı yol : $z [L^2 + (\frac{1}{2}vt')^2]^{1/2}$

Işık daima c hızı ile ilerlediğine göre bu uzaklık ct' olmalı.

$$(ct')^2 = 4L^2 + (vt')^2$$

$$\Rightarrow t' = \frac{2L}{\sqrt{c^2 - v^2}} = \frac{2L}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \frac{\tau}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \gamma \tau$$

BSK ailesi saat S' 'de zaman ölçerlere göre geri bekliyor, görüyor.

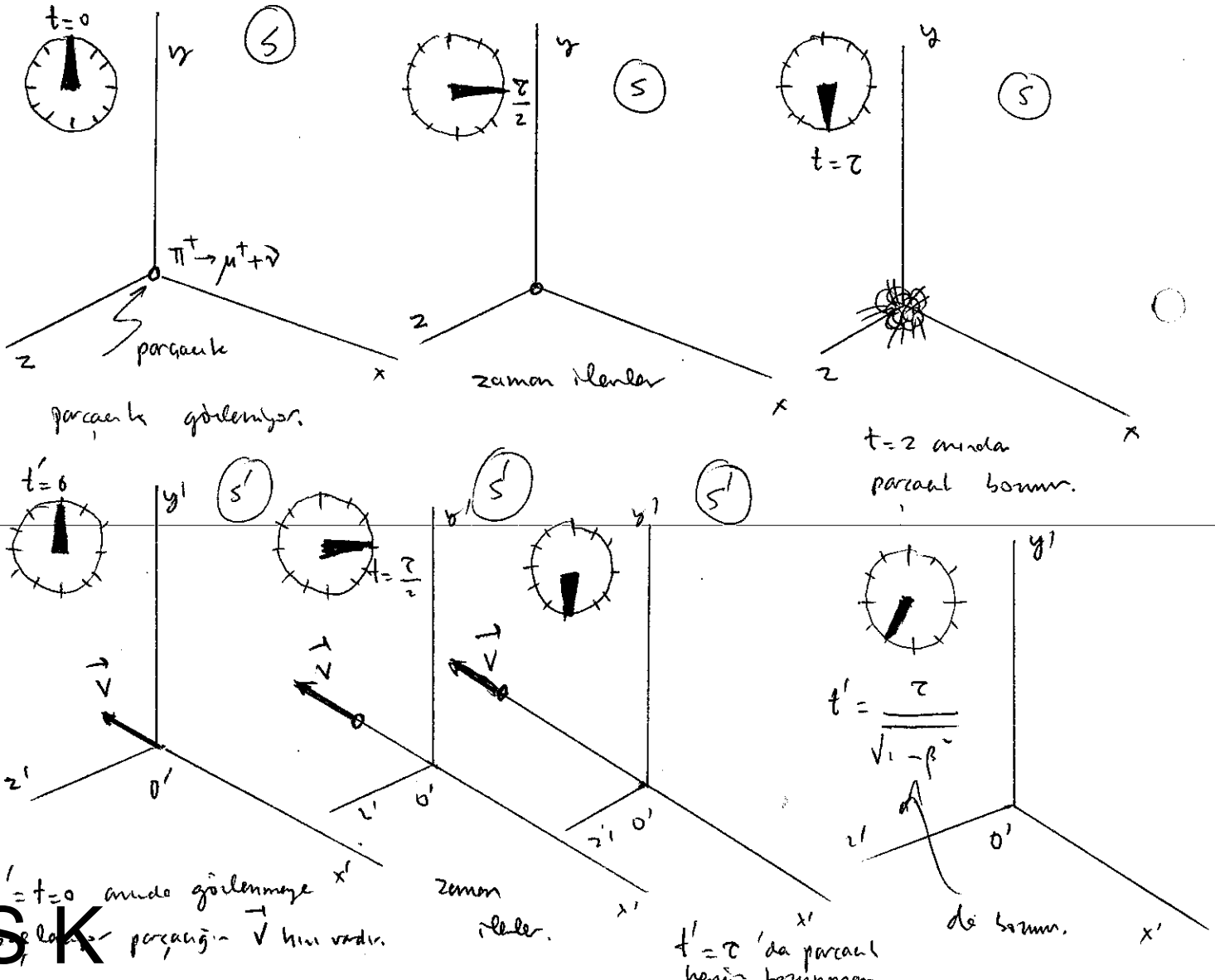
(14)

Zaman genişmesi olayı etki ölçme sürecinden ortaya çıkmaktadır.

⑤ 'de durgun olan bir saat ,yine ⑤ 'deki durgun bir gözlemci tarafından okunduğunda τ has zamanını gösterir. τ has zamanı ⑤ 'den gözlemlendiğinde daha uzun t' zaman görülür. Her türlü saat aynı şekilde davranacaktır. Özellikle τ , ⑤ 'deki durgun mezonların veya radyoaktif maddelerin ⑤ 'de ölçülen bozunma yar-ömürleri ise

$$t' = \frac{\tau}{(1 - \beta^2)^{1/2}}$$

parçacıkların β hızla hareket ettikleri ⑤ ' çerçevesinde görülen bozunma yar-ömrü 'dür



ÖRNEK

π^+ Mezonların Hayat Süresi : $(\pi^+ \rightarrow \mu^+ + \nu)$

Durgun olduğu gerçeğinde $\tau = 2.5 \times 10^{-8} s$ 'lik ortalama ömrü vardır.

$\beta \approx 0.9$ hızla π^+ mezon demeti meydana getirilir ise, Lab. gözlem çerçevesinde gözlenen ömrü ne olur? $m_{\pi^+} = 273 m_e$ (+ yüklü parçacık),

$$m_{\mu^+} = 207 m_e, m_{\nu} = 0.$$

$$\beta \approx 0.9 \Rightarrow \beta^2 \approx 0.81 \Rightarrow \tau' \approx \frac{\tau}{\sqrt{1-\beta^2}} = 5.7 \times 10^{-8} s$$

Buna göre parçacık bozunmadan önceki ortalama olarak görsüz haldeki hız karşı hız zamanın iki katı yol alır.

① π^+ mezonlar (pozitif pilyonlar) 'ın hayat süreleri üzerine olan deneyler göreliliği destekler. Meydana getirilen π^+ mezon demetinin hızı

$$\beta = 1 - (5 \times 10^{-5}) \text{ idi.}$$

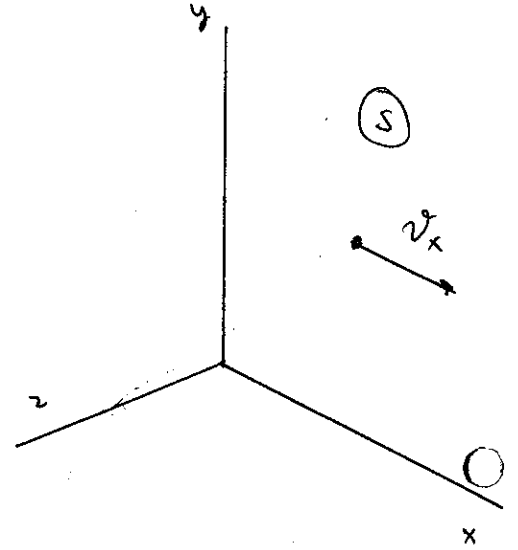
○ bunların demet içindeki ortalama ömürleri $2.5 \times 10^{-8} s$ yön hareketli π^+ mezonların ortalama hız ömürlerinin 100 katı idi.

① Hemen hemen 0'ye eşit hızla hareket eden π^+ mezon demeti alalım. Görelilik zaman genişlemesi olmasa bunlar, $(2.5 \times 10^{-8}) (3 \cdot 10^{10}) \approx 750 \text{ cm}$ 'lik yol alırlardı. Berkeley Lawrence Işınım Lab. 'ında hiçbir kabaak odası Bevatron'daki pilyon kaynağından 100 m ötededir. Pilyonların bozunmadan önce aldıkları yol

$$(2.5 \times 10^{-8}) (3 \cdot 10^{10}) \approx 10^5 \text{ cm} \quad (100 \text{ katı})$$

Hız Dönüşümü:

(S') gözlem çerçevesinin (S) çerçevesine göre $V\hat{x}$ düzgün hızla hareket ettiğini varsayalım. Bir parçacık (S) çerçevesine göre v_x, v_y, v_z düzgün hız bileşenleri ile hareket ediyor. Parçacığın (S')'ye göre v_x', v_y', v_z' hız bileşenleri ne olur.

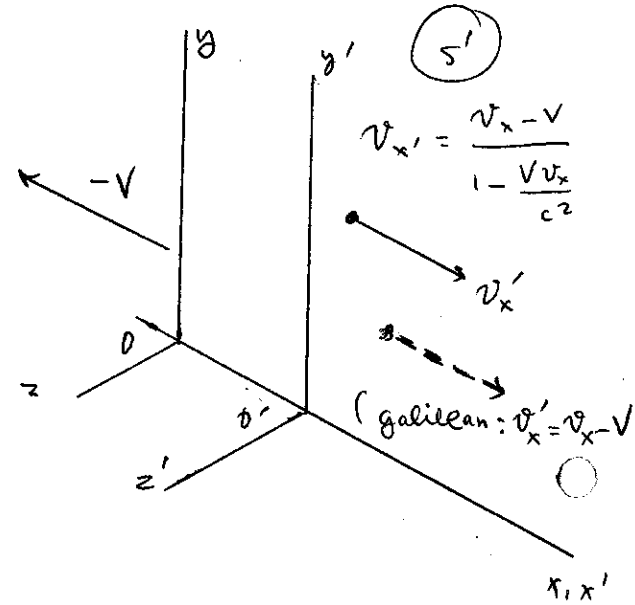


$$x' = \gamma(x - \beta ct) \quad t' = \gamma(t - \frac{\beta}{c}x)$$

$$dx' = \gamma dx - \gamma \beta c dt \quad dt' = \gamma dt - \frac{\gamma \beta}{c} dx$$

$$v_x' = \frac{dx'}{dt'} = \frac{\gamma dx - \gamma \beta c dt}{\gamma dt - \frac{\gamma \beta}{c} dx}$$

$$= \frac{v_x - \beta c}{1 - v_x \beta / c}$$



$$v_x' = \frac{v_x - V}{1 - \frac{v_x V}{c^2}} = \frac{v_x - \beta c}{1 - \beta v_x / c}$$

$$v_y' = \frac{dy'}{dt'} = \frac{dy}{\gamma dt - \frac{\gamma \beta}{c} dx} = \frac{v_y}{\gamma(1 - \beta v_x / c)}$$

$$v_z' = \frac{dz'}{dt'} = \frac{v_z}{\gamma(1 - \beta v_x / c)}$$

$$v_x' = \frac{v_x - \beta c}{1 - \beta v_x / c} ; v_y' = \frac{v_y}{\gamma (1 - \beta v_x / c)} ; v_z' = \frac{v_z}{\gamma (1 - \beta v_x / c)}$$

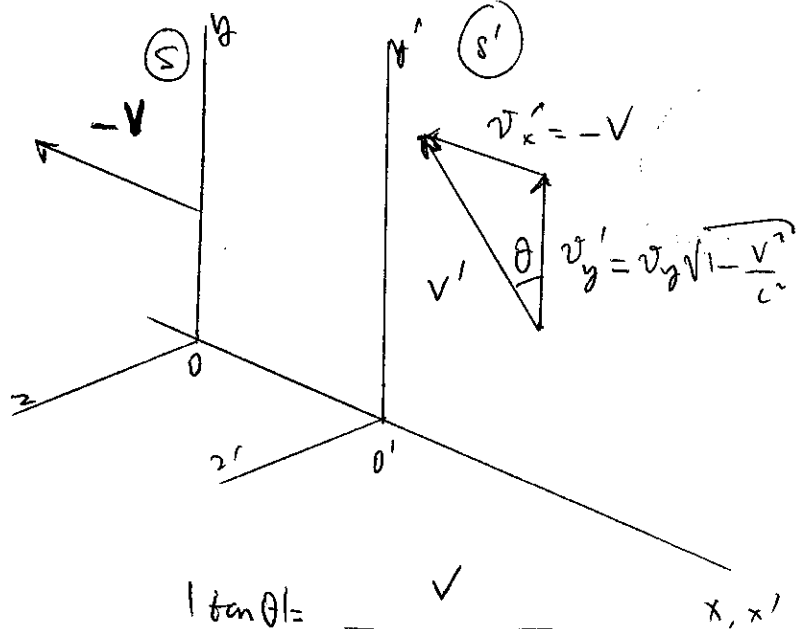
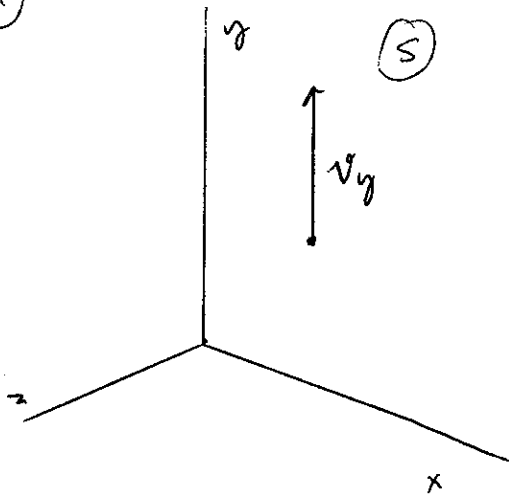
$$v_x = \frac{v_x' + \beta c}{1 + \beta v_x' / c} ; v_y = \frac{v_y'}{\gamma (1 + \beta v_x' / c)} ; v_z = \frac{v_z'}{\gamma (1 + \beta v_x' / c)}$$

$v \ll c$ için Galile dönüşümüne indirgenir.

④ parçacığın bir foton olduğunu ve (S)'de $v_x = c$ olduğunu varsayalım.

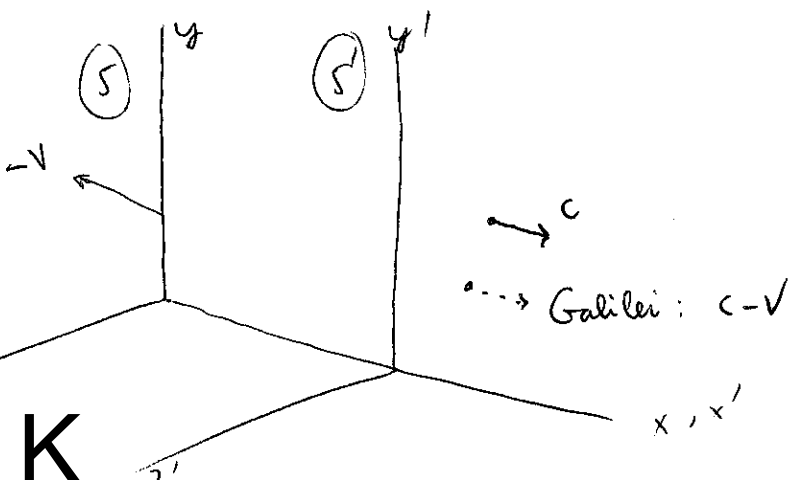
$$v_x' = \frac{c - V}{1 - \beta c} = \frac{c - V}{c - V} c = c$$

④



(S)'deki hız: $\vec{v} = v_y \hat{y}$
($v_x = 0$)

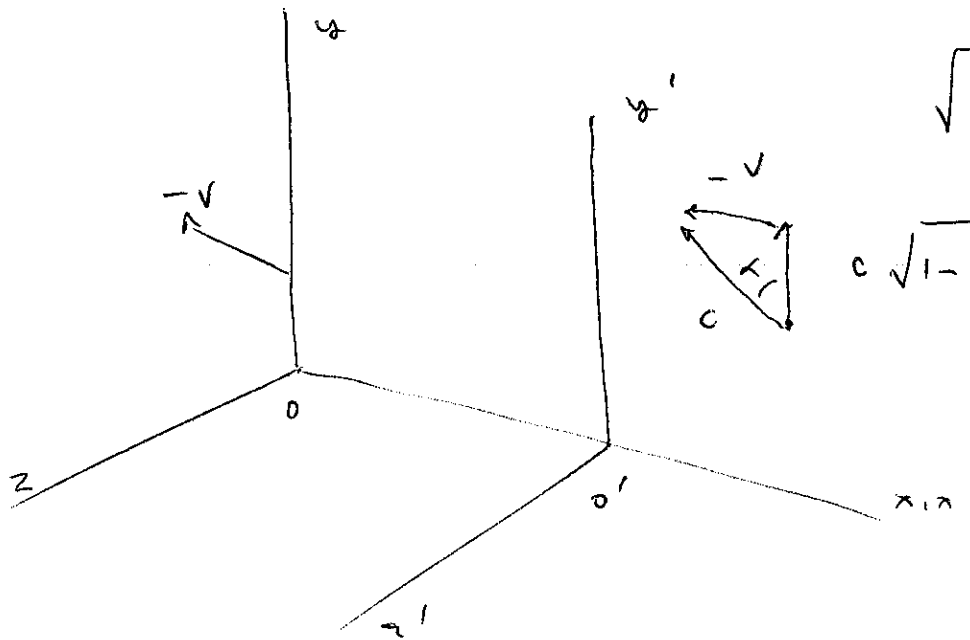
$$|\tan \theta| = \frac{V}{v_y \sqrt{1 - V^2/c^2}}$$



(18)

$v_y = c$ ve $v_x = 0$ olsun.

$$v_x' = -V \quad v_y' = c \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} \quad \left\{ \begin{array}{l} \frac{v_x'}{v_y'} = - \frac{V}{c \sqrt{1 - V^2/c^2}} = \tan \alpha \end{array} \right.$$



$$\sqrt{v_x'^2 + v_y'^2} = c$$

$$c \sqrt{1 - V^2/c^2} \quad \text{"Işığın aberrasyonu"}$$

○

ÖRNEK:

Hızların Toplanması: İki parçacığın (S')'den bakıldığında

birbirlerine göre $v_x' = \pm 0.9c$ hızla hareket ettiklerini varsayalım.

Bir parçacığın diğerinden bakıldığında hızı nedir?

(S): $-0.9c$ hızla hareket eden parçacığın sbt keldiği (hareketli)

(S'): hızı (S)'ye göre $+0.9c = V$

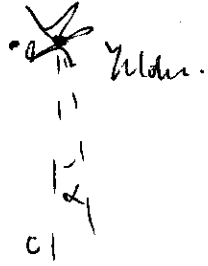
(S')'de hızı $v_x' = +0.9c$ olan parçacığın (S)'ye göre hızı.

$$v_x = \frac{v_x' + V}{1 + v_x' V/c^2} \approx \frac{1.8c}{1 + (0.9)^2} = \frac{1.80}{1.81} c = 0.994c < c$$

Bir foton (S') 'de $+c$ hızla, (S') 'de (S) 'ye göre $+c$ hızla hareket etse (S') 'den bakılınca fotonun hızı $2c$ değil c olarak ölçülür. Fotonun hareketi keldiği bir gözlem çerçevesi yok.

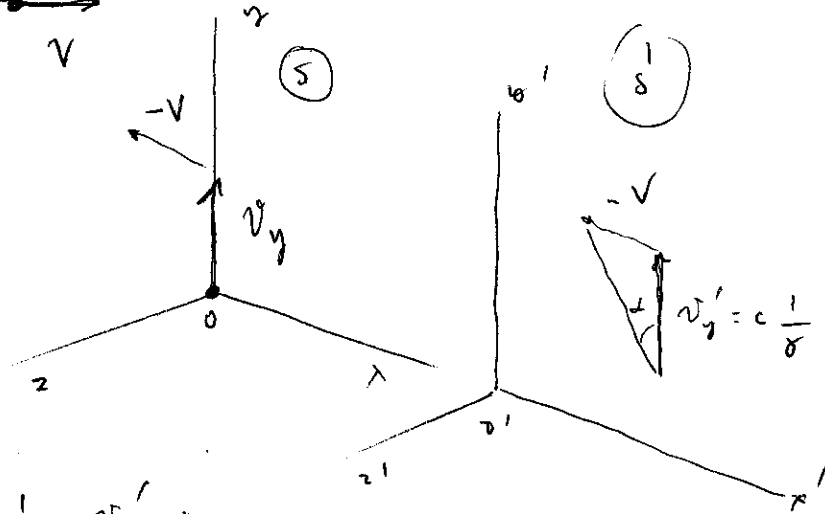
ÖRNEK:

Işığın Sapması:



$$\tan \alpha = \frac{v_y}{c} \quad (\text{göreceli})$$

Göreceli:



$$v'_x = -v \quad v'_y = c \frac{1}{\gamma} \quad v'_z = 0$$

$$\Rightarrow \tan \alpha = \frac{-v'_x}{v'_y} = \frac{v}{c} = \beta \gamma = \frac{v/c}{\sqrt{1-v^2/c^2}}, \quad \sin \alpha = \frac{v}{c} = \beta$$

Doğru sonuç, bu ölçüm yukarıdaki sonuçla uyumsuz değil $\sqrt{1-v^2/c^2}$ 'nin kullanılmasıyla.

(20)

Boşuna Doppler Olayı:

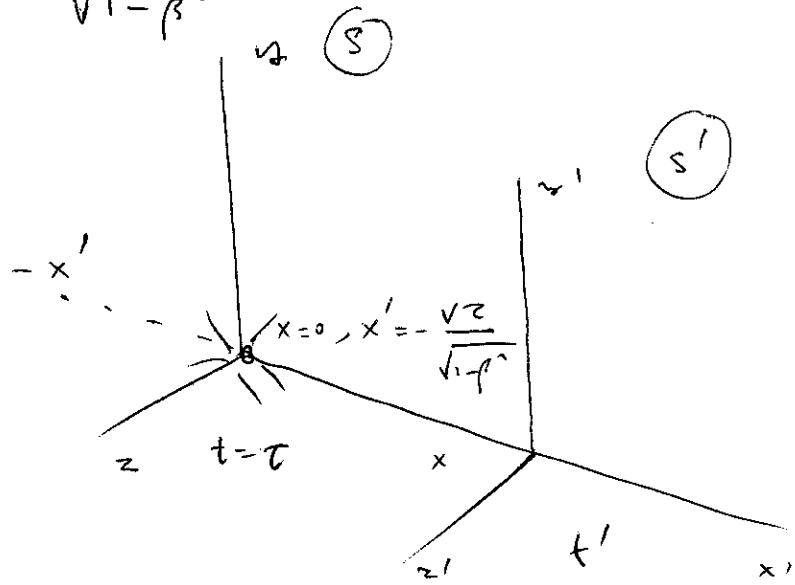
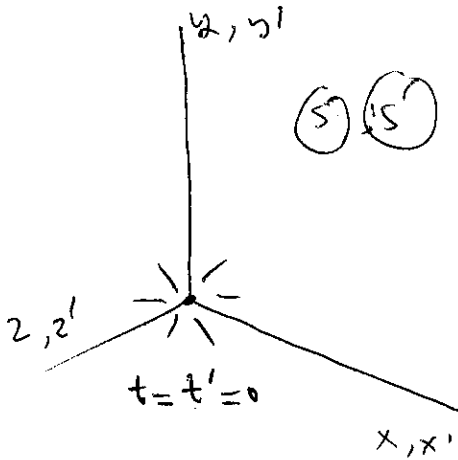
(S): $x=0$ 'da hareketli bir vericinin $t=0$ ve $t=\tau$ 'da gönderdiği iki ışık atması alalım.

(S'): (S) 'ye göre $\sqrt{x}$ hızla hareket ediyor.

1. Atma (S') 'de $x'=0$ 'da $t'=0$ anında alınıyor.

(S') 'nin $t=\tau$ anında $x=0$ ile karşılaşan roket

$$x' = \gamma (x - vt) = - \frac{v\tau}{\sqrt{1-\beta^2}} \quad (x=0)$$



$$t' = \gamma \left(t - \frac{vx}{c} \right) = \frac{\tau}{\sqrt{1-\beta^2}}$$

(S') 'de $-v\tau/\sqrt{1-\beta^2}$ 'den 0 ' 'ye gelmesi için gerekli zaman

$$\Delta t' = \frac{\tau \frac{v}{c}}{\sqrt{1-\beta^2}}$$

(S') 'de $x'=0$ roketinde iki atmanın algılanma zamanları arasında geçen

toplam zaman $t' + \Delta t' = \tau \frac{1 + \frac{v}{c}}{\sqrt{1-\beta^2}} = \frac{1+\beta}{\sqrt{(1-\beta)(1+\beta)}} \tau = \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} \tau$

BS K

İki işaret arasında geçen zaman, bir ışık dalgasının iki düğün noktası arasında geçecek zaman olarak da pekala yorumlanabilir.

$$\nu' = \nu \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}}$$

Alıcı kaynaktan uzaklaşıyor ise $\beta = \frac{v}{c}$ (+) $\nu' < \nu$ ($\lambda' > \lambda$)

" " "a yaklaşıyor " : $\beta = \frac{v}{c}$ (-) $\nu' > \nu$ ($\lambda' < \lambda$)

$$\lambda = c/\nu, \quad \lambda' = c/\nu'$$

(Boşlukta Göreceli Doppler Etkisi.)

$$\lambda' = \lambda \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

$$\lambda' = \lambda (1+\beta) \quad (\beta \ll 1)$$

④ Göreceli yaklaşılırlıkta göreli Doppler etkisi yph.

$$\Delta t' = \gamma \tau \Rightarrow \nu' = (1-\beta^2)^{1/2} \nu$$

BS K

B Ö L Ü M 11

Ö Z E L G Ö R E L İ L İ K

11.1) Lorentz Değişmezi: Denklem 11.7 den $x^2 - c^2 t^2 = x'^2 - c^2 t'^2$ olduğunu doğrulayınız.

$x_1 = x$, $x_4 = ict$ yazarsak $x^2 - c^2 t^2 = x_1^2 + x_4^2$ olacağına dikkat ediniz.

Görüm:

$$\left. \begin{aligned} x' &= \gamma (x - \beta ct) \\ y' &= y \\ z' &= z \\ t' &= \gamma (t - \beta \frac{x}{c}) \end{aligned} \right\} \text{Denk. 11.7.}$$

$$\begin{aligned} x^2 - c^2 t^2 &= \gamma^2 (x - \beta ct)^2 - c^2 \left[\gamma^2 (t - \beta \frac{x}{c})^2 \right] \\ &= \gamma^2 (x^2 + \beta^2 c^2 t^2 - 2x\beta ct) \\ &\quad - c^2 \left[\gamma^2 (t^2 + \beta^2 \frac{x^2}{c^2} - 2\beta \frac{x}{c} t) \right] \\ &= x^2 \left[\gamma^2 - c^2 \gamma^2 \beta^2 \frac{1}{c^2} \right] \\ &\quad + c^2 t^2 \left[\gamma^2 \beta^2 - \gamma^2 \right] + 2xt \left(-\gamma^2 \beta c + \gamma^2 \beta c \right) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \Rightarrow x'^2 - c^2 t'^2 &= x^2 \gamma^2 (1 - \beta^2) + c^2 t^2 \gamma^2 (\beta^2 - 1) \\ &= x^2 - c^2 t^2 \end{aligned}$$

11.2) Lorentz Dönüşümü: Denk. 11.7 verildiğine göre Denk. 11.8'i çıkarınız.

Görüm:

$$\left. \begin{aligned} x' &= \gamma (x - \beta ct) \\ y' &= y \\ z' &= z \\ t' &= \gamma (t - \beta \frac{x}{c}) \end{aligned} \right\} \text{Denk. 11.7.}$$

$$\Rightarrow x = \frac{1}{\gamma} x' + \beta ct$$

$$t = \frac{1}{\gamma} t' + \beta \frac{x}{c} \text{ olur.}$$

$$\gamma^2 = \frac{1}{1 - \beta^2}$$

$$\Rightarrow x = \frac{1}{\gamma} x' + \beta c \left(\frac{1}{\gamma} t' + \beta \frac{x}{c} \right) \Rightarrow x(1 - \beta^2) = \frac{1}{\gamma} x' + \frac{\beta c}{\gamma} t'$$

$$\Rightarrow \frac{x}{\gamma} = \frac{1}{\gamma} x' + \beta \frac{c}{\gamma} t' \Rightarrow \boxed{x = \gamma (x' + \beta ct')}$$

$$t = \frac{1}{\gamma} t' + \frac{\beta}{c} x \quad \text{idi.} \quad [x = \gamma(x' + \beta c t')] \text{ bulduk.}$$

$$\Rightarrow t = \frac{1}{\gamma} t' + \frac{\beta}{c} \gamma (x' + \beta c t')$$

$$\begin{cases} y = y' \\ z = z' \end{cases}$$

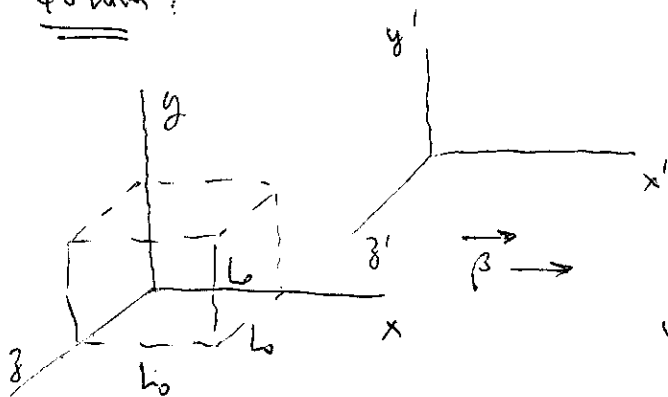
$$= \gamma t' \left(\frac{1}{\gamma^2} + \beta^2 \right) + \frac{\beta}{c} \gamma x'$$

$$= \gamma t' \left(\cancel{\frac{1}{\gamma^2}} + 1 - \cancel{\beta^2} \right) + \frac{\beta}{c} \gamma x' = \boxed{t = \gamma \left(t' + \frac{\beta}{c} x' \right)}$$

11.3.) Hacim Değişimi: L_0^3 bir kübin hacmi ise $L^3 (1 - \beta^2)^{1/2} = \frac{L_0^3}{\gamma}$ 'nin

küp'ün bir kenarına paralel olarak hareket eden bir sistemden bakıldığında zaman görülen hacmi olduğunu gösteriniz. β hareket doğrultusundaki kenara karşılık gelmektedir.

Çözüm:



x' eksenine boyunca uzunluk $\frac{L_0}{\gamma}$

y' " " " L_0
 z' " " " L_0

$$V' = \frac{L^3}{\gamma} = \frac{1}{\gamma} V$$

11.4.) Eş zamanlık: S sisteminde eş zamanlı ($t_1 = t_2$) olan fakat farklı noktalarda bulunan ($x_1 \neq x_2$) iki olayın S' sisteminde genellikle eş zamanlı olmadığını Lorentz dönüşümlerinden yararlanarak gösteriniz.

Görüm:

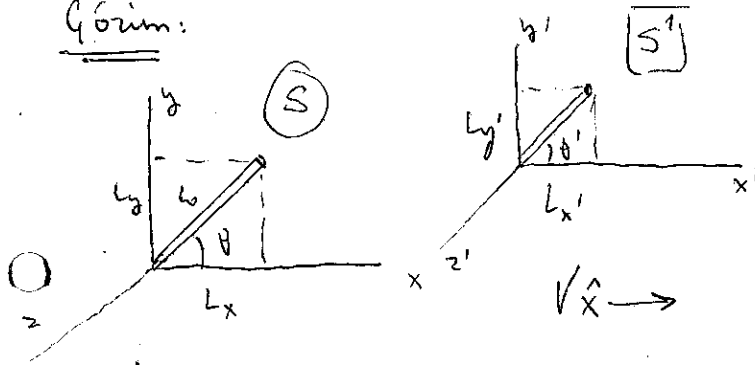
$$\begin{cases} x_1' = \gamma(x_1 - \beta ct_1) \\ x_2' = \gamma(x_2 - \beta ct_2) \end{cases} \Rightarrow x_2' - x_1' = \gamma(x_2 - x_1) - \gamma\beta c(t_2 - t_1)$$

$$t_2 = t_1$$

$$\Rightarrow x_2' - x_1' = \gamma(x_2 - x_1) \Rightarrow t_2' \neq t_1'$$

11.5.) Açı Değişmesi: S 'deki L_0 uzunluğunda ve x eksenine ile θ açısı yapan bir çubuğun, S' 'deki uzunluğunu ve x' eksenine ile yaptığı açığı bulunuz. S' , S 'ye göre $V\hat{x}$ hızı ile hareket etmektedir.

Görüm:



$$\boxed{S} \quad \begin{aligned} L_x &= L_0 \cos \theta \\ L_y &= L_0 \sin \theta \end{aligned}$$

$$\boxed{S'} \quad L_{x'} = \frac{L_x}{\gamma} = \frac{1}{\gamma} L_0 \cos \theta$$

$$L_{y'} = L_y = L_0 \sin \theta$$

$$\frac{L_{y'}}{L_{x'}} = \tan \theta' = \frac{L_0 \sin \theta}{\frac{1}{\gamma} L_0 \cos \theta} = \gamma \tan \theta$$

$$\gamma > 1 \Rightarrow \theta' > \theta \text{ olur.}$$

$$\begin{aligned} L' &= \sqrt{L_{x'}^2 + L_{y'}^2} = \sqrt{(1-\beta^2) L_0^2 \cos^2 \theta + L_0^2 \sin^2 \theta} = \sqrt{L_0^2 - L_0^2 \beta^2 \cos^2 \theta} \\ &= L_0 \sqrt{1 - \beta^2 \cos^2 \theta} \end{aligned}$$

$$\boxed{L' \leq L_0}$$

11.6.) S' sisteminde $v_y' = c \sin \theta$ ve $v_x' = c \cos \theta$ ise S sisteminde

$v_x^2 + v_y^2 = c^2$ olacağını gösteriniz.

Çözüm:

Denk. 11.18'i kullanarak:

$$\begin{cases} v_x = \frac{v_x' + V}{1 + \frac{v_x' V}{c^2}} & ; \quad v_y = \frac{v_y'}{\gamma \left(1 + \frac{v_x' V}{c^2}\right)} \\ v_x' = c \cos \theta & \quad v_y' = c \sin \theta \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \end{cases}$$

$$\Rightarrow v_x = \frac{c \cos \theta + V}{1 + \beta \frac{c \cos \theta}{c}} \quad v_y = \frac{c \sin \theta}{\gamma \left(1 + \beta \frac{c \cos \theta}{c}\right)}$$

$\nearrow \left(\frac{V}{c}\right) \qquad \qquad \qquad \nearrow \left(\frac{V}{c}\right)$

$$\Rightarrow v_x^2 + v_y^2 = \frac{1}{(1 + \beta \cos \theta)^2} \left[c^2 \cos^2 \theta + V^2 + 2Vc \cos \theta + \frac{c^2 \sin^2 \theta}{\gamma^2} \right]$$

$$= \frac{1}{(1 + \beta \cos \theta)^2} \left\{ \left[c^2 (\cos^2 \theta + (1 - \beta^2) \sin^2 \theta) \right] + V^2 + 2Vc \cos \theta \right\}$$

$$= \frac{1}{(1 + \beta \cos \theta)^2} \left\{ c^2 (\underbrace{\cos^2 \theta + \sin^2 \theta}_1) + V^2 (1 - \sin^2 \theta) + 2Vc \cos \theta \right\}$$

$$= \frac{1}{(1 + \beta \cos \theta)^2} c^2 \left\{ 1 + 2 \frac{V}{c} \cos \theta + \frac{V^2}{c^2} \cos^2 \theta \right\}$$

$$= \frac{1}{(1 + \beta \cos \theta)^2} c^2 (1 + \beta \cos \theta)^2 = c^2 \quad \checkmark$$

- 11.7. π^+ Mezonları: (a) $\beta = 0.73$ ile hareket eden bir π^+ mezon patlamasının ortalama ömrü ne kadardır? (τ hays hayat süresi $2.5 \times 10^{-8} s$ 'dir) (b) Bir ortalama ömrü süresince $\beta = 0.73$ ile ne kadar yol alır. (c) Görecelik etkisi yok olursa (olmıyorsa) ne kadar yol alır? (d) $\beta = 0.99$ alarak (a), (b), (c) 'yi tekrar ediniz.

Çözüm:

$$(a) \quad t' = \gamma \tau = \frac{\tau}{\sqrt{1-\beta^2}} = \frac{2.5 \times 10^{-8}}{\sqrt{1-(0.73)^2}} = \frac{2.5 \times 10^{-8}}{0.683} = 3.66 \times 10^{-8} s$$

$$(b) \quad [S'] \text{ 'de} \text{ aldığı yol} = \beta c t' = 0.73 \times (10^{10} \times 3) \times 3.66 \times 10^{-8} \\ = 802 \text{ cm} \approx 800 \text{ cm}.$$

(c) Zaman genişleme etkisi olmasa idi

$$\text{aldığı yol} = \beta c \tau \\ = 0.73 \times 3 \cdot 10^{10} \times 2.5 \times 10^{-8} \\ = 548 \text{ cm} \approx 550 \text{ cm}.$$

(d) 'yı yg.

1-1-1

O

O

BS K

- 11.7.) ~~π⁺ Mezonları~~ (a) $\beta = 0.73$ 'le hareket eden bir π^+ mezon patlamasının ortalama ömrü ne kadardır? (τ has hayat süresi 2.5×10^{-8} s 'dir). (b) Bir ortalama ömür süresince $\beta = 0.73$ ile ne kadar yol alır. (c) Görelilik etkisi olmasa idi ne kadar yol alırdı? (d) İşlemleri $\beta = 0.99$ olarak yineleyiniz.

Çözüm:

$$(a) \quad t' = \gamma \tau = \frac{\tau}{\sqrt{1-\beta^2}} = \frac{2.5 \times 10^{-8}}{\sqrt{1-(0.73)^2}} = \frac{2.5 \times 10^{-8}}{0.683} = 3.66 \times 10^{-8} \text{ s}$$

$$(b) \quad \boxed{S'} \text{ de aldığı yol} = d' = \beta c t' = 0.73 \times 3.10^{12} \times 3.66 \times 10^{-8} \\ = 802 \text{ cm}$$

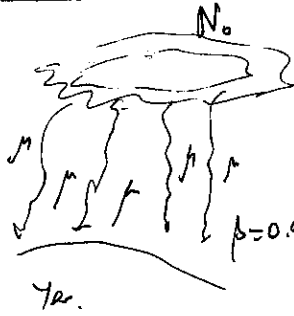
(c) Zaman genişleme etkisi olmasa idi ;

$$d = \beta c \tau = 0.73 \times 3.10^{12} \times 2.5 \times 10^{-8} \\ = 548 \text{ cm}$$

(d) ysp.

11.8.) μ Mezonları: μ mezonun ortalama has ömrü yaklaşık $2 \cdot 10^{-6}$ s 'dir. Atmosfer içinde belli bir yükseklikte geniş bir μ mezon patlaması olduğunu ve $v = 0.99c$ hızla aşağı inmekte olduğunu varsayalım. Atmosfer içinde iniş sırasında kırılma sayı küçüktür. (a) Bu patlama zaman parçacıkları %1 'i yere inene göre patlama yüksekliğini hesap ediniz. (μ mezonları kendi gözlem çerçevesinde bir t süresi içinde yaşayan parçacıkların sayısı $N(t) = N_0 e^{-t/\tau}$ ile verilir). (b) μ mezonundaki bir gözlemcinin elbetteğini bulunuz.

Gözetim



(a) $N(t) = N_0 e^{-t/\tau}$

μ mezonları çerçevesinde %1 'ini yere inene göre

$$0.01 N_0 = N_0 e^{-t_{100}/2 \cdot 10^{-6}} \Rightarrow e^{-t_{100}/2 \cdot 10^{-6}} = 0.01$$

$$\Rightarrow t = 9.22 \times 10^{-6} \text{ s}$$

Bu μ mezonları has ~~hız~~ süresi, Dünya zamanı

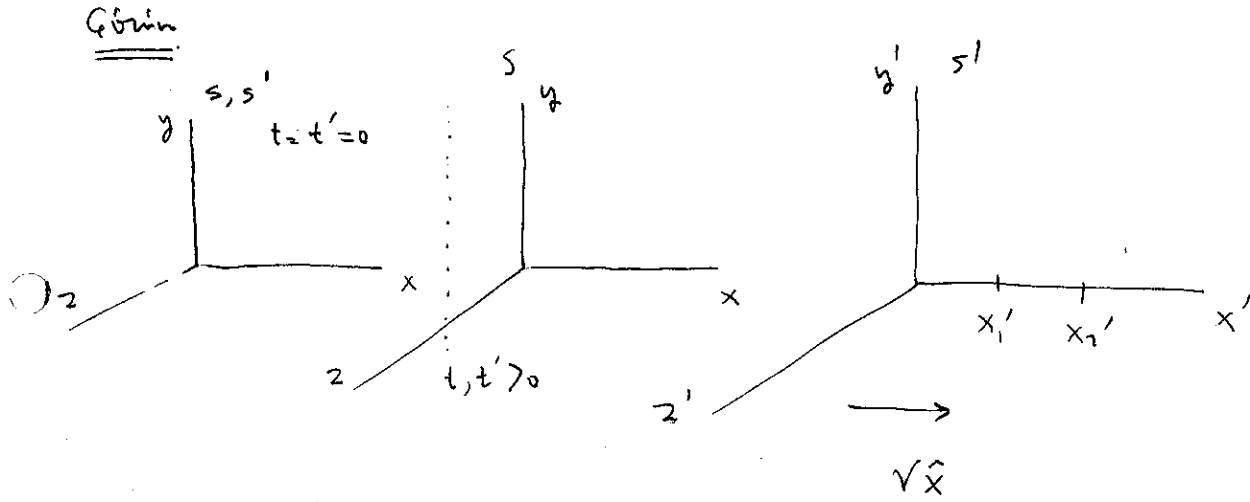
$$t' = \gamma t = \frac{t}{\sqrt{1-\beta^2}} = \frac{9.22 \times 10^{-6}}{\sqrt{1-(0.99)^2}} = 6.54 \times 10^{-5} \text{ s}$$

Dünya'ya göre aldığı yol = $d' = \beta c t' = 0.99 \times 3 \cdot 10^{10} \times 6.54 \times 10^{-5}$
 $= 1.94 \times 10^6 \text{ cm} = 2 \cdot 10^6 \text{ cm.}$

(b) μ mezonu göre ölçülen:

$$d = \frac{d'}{\gamma} = 2 \cdot 10^6 \sqrt{1-(0.99)^2} = 2.74 \times 10^5 \text{ cm}$$

11.9.) ~~İki~~ İki S ve S' eylemsizlik sistemi düşünelim. S' S 'ye göre $V\hat{x}$ hızla hareket etsin. x_1' noktasında t_1' anında bir olay olsun. x_2' noktasında da başka bir olay t_2' anında olsun. İki sistemin başlangıç noktaları $t=t'=0$ anında çakışık bulunuyorlarsa, S sisteminde buna karşılık olan zaman ve konumları bulunur.



Lorentz Dön. (Inverse)

$$x_1 = \gamma (x_1' + V t_1') \quad x_2 = \gamma (x_2' + V t_2')$$

$$t_1 = \gamma \left(t_1' + \frac{\beta}{c} x_1' \right) \quad t_2 = \gamma \left(t_2' + \frac{\beta}{c} x_2' \right)$$

hesap yapmak için şu değeri alalım; $(x_1' = 0, t_1' = 0)$ dm. $(x_2' = 100 \text{ cm}, t_2' = 3 \cdot 10^{-8} \text{ s})$

○ $\beta = \sqrt{3}/2$ alalım.

$$(x_1 = 0, t_1 = 0) \quad x_2 = \frac{100 + \frac{\sqrt{3}}{2} c \cdot 3 \cdot 10^{-8}}{\sqrt{1 - \frac{3}{4}}} = 1.759 \text{ cm.}$$

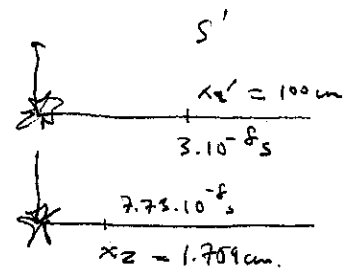
$$t_2 = \frac{3 \cdot 10^{-8} + \frac{100 \cdot \frac{\sqrt{3}}{2}}{3 \cdot 10^{10}}}{\sqrt{1 - 3/4}} = 7.73 \times 10^{-8} \text{ s}$$

x_1' denki bir ışık sinyali x_2' ne $\frac{100}{3 \cdot 10^{10}} = \frac{x_2'}{c} = \frac{1}{3} \cdot 10^{-8} \text{ s}$ de ulaşacaktı. ve

x_1' denki olay x_2' ne sebepyet vermişti.

Oysa

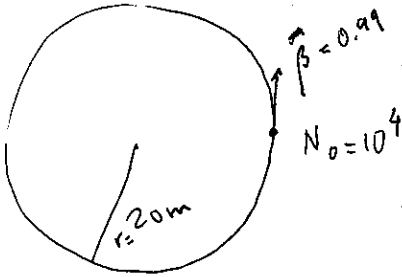
$$ct_2 = 2.320 \text{ cm} > x_2$$



11.10.) ~~π^+~~ Bir parçalanmada $10^4 \pi^+$ mezom 20m yarıçapında dairesel bir yol üzerinde 0.99c süratle hareket etmektedir. π^+ mezomların ortalama hayatı 2.5×10^{-8} s'dir. (a) Tekerar başlangıç noktasına geldiklerinde kaç tanesi yaşar? (b) Patlama sonunda kalan mezomlar başlangıç noktasında hareketli kalsaydı bu süreçte kaç tanesi kayıpta kalırdı?

Çözüm:

(a)



Laboratuvar zamanı ;

$$2\pi r = \beta c t \Rightarrow t = \frac{2\pi r}{\beta c} = \frac{2\pi \cdot 20 \cdot 10^2}{0.99 \times 3 \cdot 10^8} = 4.27 \times 10^{-7} \text{ s}$$

π^+ mezomların HES zamanı ;

$$t' = \frac{t}{\gamma} = \sqrt{1-\beta^2} t = 0.141 \times 4.27 \times 10^{-7} = 5.98 \times 10^{-8} \text{ s}$$

Kalanların sayısı: (Kendi referanslarında)

$$N = N_0 e^{-t'/\tau} = 10^4 e^{-5.98 \cdot 10^{-8} / 2.5 \cdot 10^{-8}} = 10^4 e^{-2.38} = 918$$

Hareketli olduğu iddialar kalanların sayısı:

$$N = 10^4 \cdot e^{-4.27 \cdot 10^{-7} / 2.5 \cdot 10^{-8}} = 10^4 \cdot e^{-16.9} = 4 \times 10^{-4} \text{ hiçbir kalmas.}$$

$$(c) \quad \lambda' = \lambda \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} \quad 11.12$$

$$\beta \text{ klein} \Rightarrow \sqrt{1+\beta} = 1 + \frac{1}{2}\beta - \frac{1}{8}\beta^2 + \dots \quad \text{und} \quad \frac{1}{\sqrt{1-\beta}} = 1 + \frac{1}{2}\beta + \frac{3}{8}\beta^2 + \dots$$

$$\lambda' = \lambda \left(1 + \beta + \frac{1}{2}\beta^2 + \dots \right)$$

$$\Rightarrow \frac{\lambda' - \lambda}{\lambda} = \frac{\Delta\lambda}{\lambda} = \beta + \frac{1}{2}\beta^2$$

$$\Delta\lambda = \frac{1}{2} \lambda \beta^2 = 0.103 \text{ \AA}$$

○

○

BS K

11.11.) ~~Gözetim~~ ~~Uzaklaşma~~ Bil.10 'da uzak galaksilerdeki kırmızı- kayma verilerinin geniş bir bölgede uzaklık ile orantılı bir uzaklaşma hızı verdiğini belirtmiştik. Yani $V = \alpha r$, $\alpha = 1.6 \times 10^{-18} \text{ s}^{-1}$ idi. $3 \cdot 10^9$ ışık yılı uzaklıktaki bir galaksinin uzaklaşma hızını hesaplayınız. Bu hız görecelidir ?

Gözüm:

$$V = \alpha r = 1.6 \times 10^{-18} \times 3 \cdot 10^9 \times 9.46 \times 10^{17} \\ = 4.54 \cdot 10^9 \text{ cm/s}$$

○ $\beta = \frac{V}{c} = 0.15 \Rightarrow \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - (0.15)^2}} = 1.01$ Değil.

11.12.) ~~Gözetim~~ ~~Uzaklaşma~~ Bir doğrultuda $V = 0.3c$ hızla uzaklaşan bir galaksi görüyorsunuz. Aynı zıt doğrultuda aynı hızla giden başka bir galaksi daha görüyorsunuz. Bu galaksilerden birindeki bir gözlemci diğer galaksinin hızını ne kadar bulur ?

Gözüm:

○ $v_x' = 0.3c \quad V = 0.3c$

$$\Rightarrow V_x = \frac{v_x' + V}{1 + \frac{v_x' V}{c^2}} = \frac{0.3c + 0.3c}{1 + (0.3)^2} = \frac{0.6}{1.09} c = 0.55c \\ = 1.65 \times 10^{10} \text{ cm/s}$$

11.14.) ~~Gözetim~~ Doppler Kayması: Protonlar 20'keV'lık bir potansiyelde

ismeleniriliyorlar. Sonra da bir bölgede sabit hızla hareket ediyorlar. Bu bölgede H atomlarına nötralize oluyorlar ve bir ışık çıkıyor. Spektrometride H β yayını ~~200~~ (diren bir atom için $\lambda = 4861,33 \text{ \AA}$) gözleniyor. Spektrometrenin optik eksenini ışıkla hareketli hareketli'dir. Işıkların gözlenen yayına doğrultusundaki hareketleri nedeniyle de spektrometre Doppler kaymasıdır. Ağırlık üzerinde ayrıca ters doğrultuda giden ışığı spektrometre üst üste getirmek için bir ayar bulunabilir. (a) Protonun ismelenmeden sonraki hızı ne kadardır? (b) İleri ve geri doğrultuda giden ışıklar için v/c 'ye bağlı olarak Doppler kaymasını hesaplayınız ve spektrometrenin ilgili kısmının gözlenişini bir şekilde gösteriniz. (c) Sonra da görecelik tartışmasından çıkan 2. mertebe veya v^2/c^2 etkisini düşününüz. 2. mertebe kaymasının $\frac{1}{2} \lambda \frac{v^2}{c^2}$ 'ye eşit olduğunu gösteriniz ve bunu bu problem için sayısal olarak hesaplayınız. $+\vec{v}$ ve $-\vec{v}$ hareketleri için aynı sonucu elde ediniz.

Çözüm:

(a) $M_p c^2 \approx 1.0 \text{ MeV}$, $K = 20 \text{ keV}$ $\beta \ll 1$

v için non-relativistik ifade kullanılabilir: $\frac{1}{2} M_p v^2 = K$

$\Rightarrow \frac{1}{2} M_p v^2 = \frac{20.000}{300} \cdot 4.8 \times 10^{-10} \text{ erg}$

$v = \sqrt{\frac{400}{3} \cdot \frac{4.8 \times 10^{-10}}{1.6 \times 10^{-24}}} = 1.96 \times 10^8 \text{ cm/s}$

$\lambda = \frac{c}{\nu}$

$\Delta \nu = - \frac{c}{\lambda^2} \Delta \lambda$

$\frac{\Delta \nu}{\nu} = - \frac{\Delta \lambda}{\lambda}$

$\lambda' = \lambda (1 + \frac{v}{c})$

$\frac{\lambda' - \lambda}{\lambda} = \frac{v}{c}$

$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v}{c}$

(b) $\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v}{c} = \frac{1.96 \times 10^8}{3 \cdot 10^{10}} = 0.00652 \Rightarrow \Delta \lambda = 0.00652 \times 4861,33$

$\Delta \lambda = 31.69 \text{ \AA}$

Yaklaşan protonlar için λ azalır.
Uzaklaşan " " " λ artar.

