

[www.salampnu.com](http://www.salampnu.com)

## سایت مرجع دانشجوی پیام نور

- ✓ نمونه سوالات پیام نور : بیش از ۱۱۰ هزار نمونه سوال همراه با پاسخنامه
- تستی و تشریحی
- ✓ کتاب ، جزوه و خلاصه دروس
- ✓ برنامه امتحانات
- ✓ منابع و لیست دروس هر ترم
- ✓ دانلود کاملاً رایگان بیش از ۱۴۰ هزار فایل مختص دانشجویان پیام نور

[www.salampnu.com](http://www.salampnu.com)



دانشگاه پیام نور

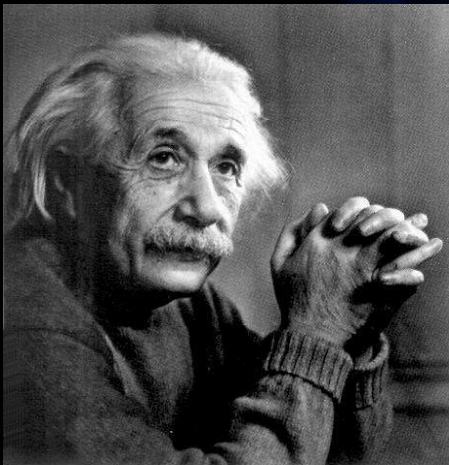
# آشنایی بانسیت خاص

تالیف: رابرت رزنیک

۳ واحد درسی - رشته فیزیک (جزو دروس تخصصی انتخابی)

تدوین: دکتر مهدی سوومند

استادیار دانشگاه پیام نور





عنوان درس: نسبیت

منبع: آشنایی با نسبیت خاص

**Introduction to Special Relativity**

**Robert Resnick**

**Wiley Eastern Limited, 1972**

مؤلف: رابرت رزنیک

مترجم: جعفرگودرزی

انتشارات: مرکز نشر دانشگاهی

تعداد واحد: 3

جزو دروس تخصصی انتخابی

# فصل ۱

زمینه تجربی نظریه نسبیت خاص

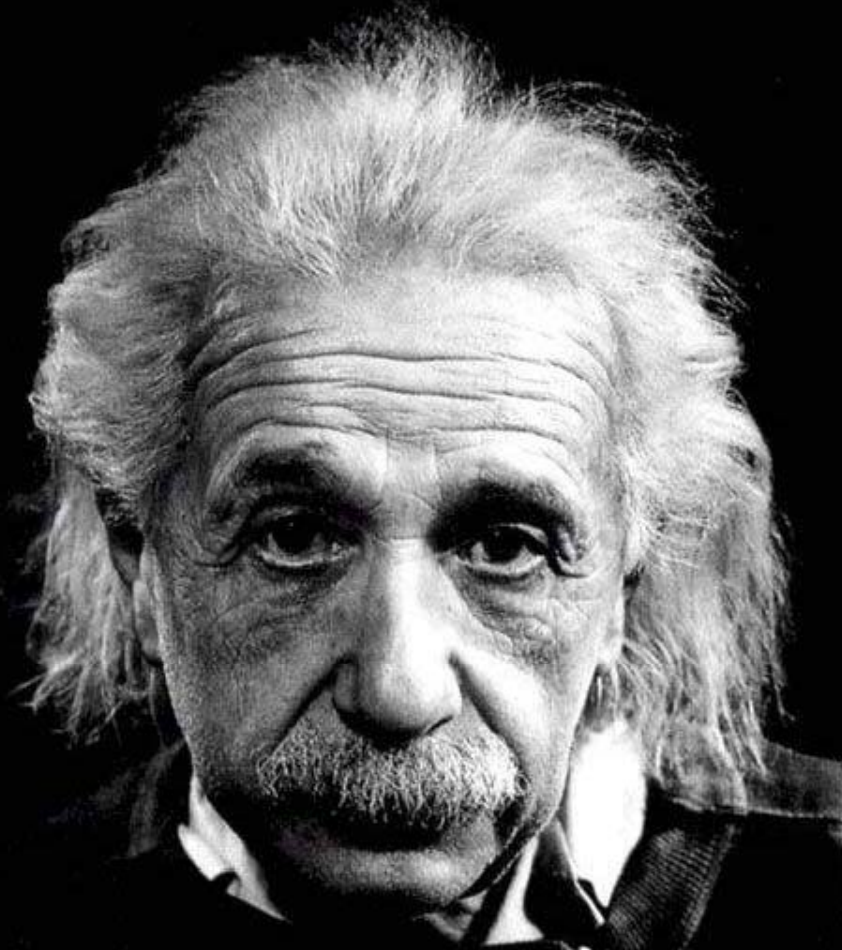
تبدیلات گالیه

نسبیت نیوتونی

آزمایش مایکلسون - مورلی

فرضیه انقباض لورنتس - فیتزجرالد

اصول موضوع نظریه نسبیت خاص

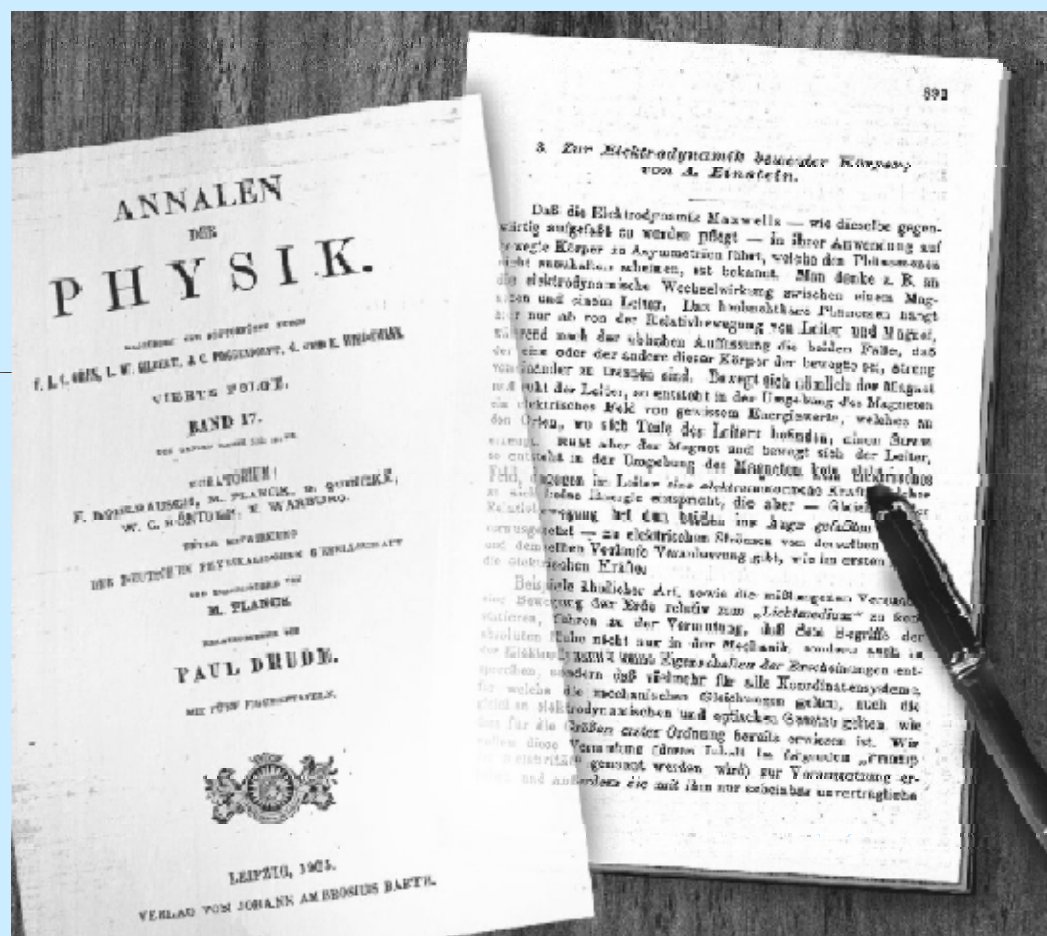


اگر می خواهید حقیقت را بیان کنید ظریف کاری را به خیاط واگذارید.

آلبرت انشتین



## مقاله اصلی انشتین در مورد نظریه نسبیت خاص:





## اصل نسبیت خاص:

شخصی که با سرعت نور حرکت می کند چراغ قوه خود را روشن می کند. نور نشر یافته نسبت به او و هر شخص دیگری با سرعت نور حرکت خواهد کرد.

© Eric Knight Holbrook

## نسبیت خاص

- **“خاص”** : فقط در مورد چهارچوب های مرجع لخت بکار میرود
- **“نسبیت”** : هیچ چهارچوب مرجع مطلق و منحصر به فردی وجود ندارد.
- **“نسبیت خاص”** : قوانین فیزیک در کلیه چهارچوب های مرجع لخت یکسان است.



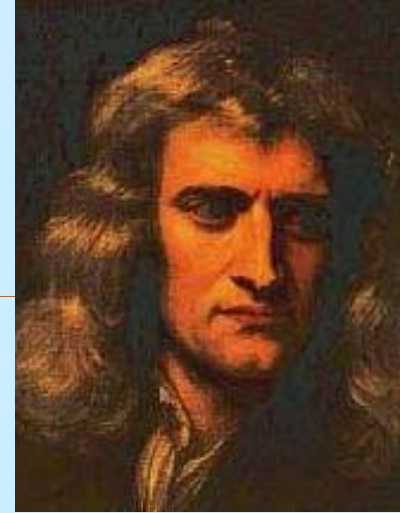
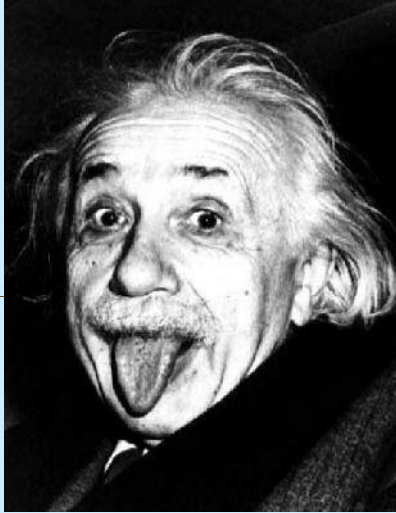


## چند تعریف :

- **چارچوب مرجع** ، چارچوبی است که قانون لختی ( قانون اول نیوتون) در آن صادق است.
- **دستگاه لخت** ، یک چارچوب بدون شتاب است .
- **رویداد** چیزی است که مستقل از چارچوب مرجعی که برای توصیف آن بکار می رود اتفاق می افتد.
- **یک رویداد** را نسبت به یک چارچوب با چهار مختصه
- ( فضا - زمانی )  $t, z, y, x$  نشان می دهند.



## تضاد با فیزیک کلاسیک



### انشتین می گوید:

سرعت نور مطلق است و مستقل از حرکت ناظر است. بازه زمانی و فضایی نسبی هستند.

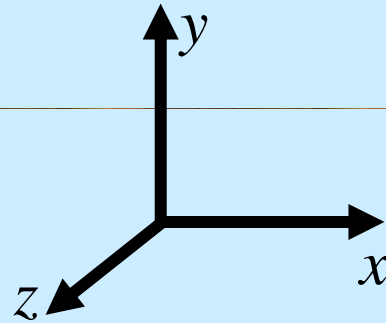
### از نظر نیوتون :

بازه زمانی و مکانی مطلق بوده و مستقل از حرکت ناظر است. سرعت نور نسبی است.

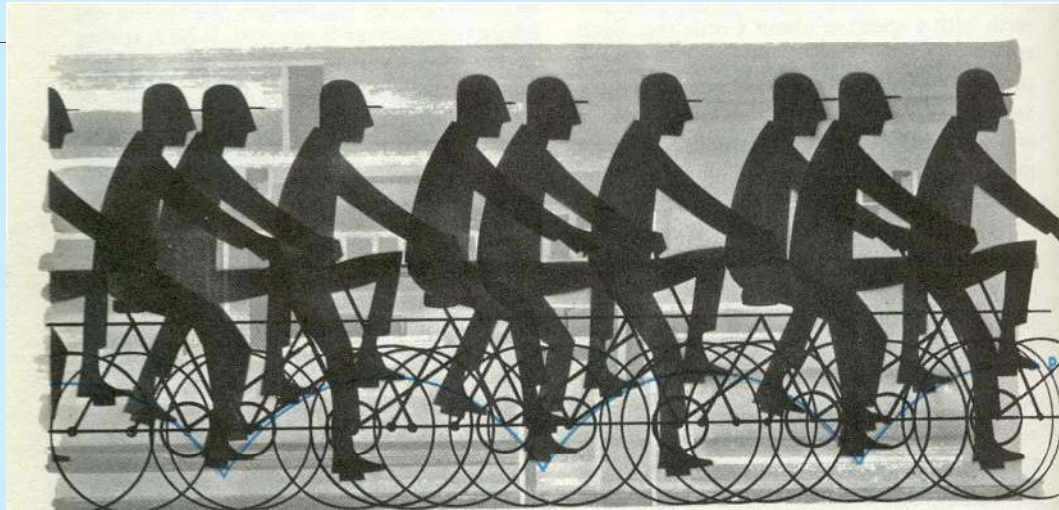


## نسبیت نیوتونی ( کلاسیک):

قوانین نیوتون باید نسبت به یک چارچوب مرجع مورد بررسی قرار گیرد.



چارچوب مرجعی که در آن قوانین نیوتون صادق باشد چارچوب مرجع لخت نامیده می شود. این چارچوب را وقتی می توان برپا کرد که جسم تحت تاثیر نیروی خارجی نبوده و با سرعت ثابت دارای حرکت مستقیم الخت یکنواخت باشد.



# اهمیت چارچوب مرجع

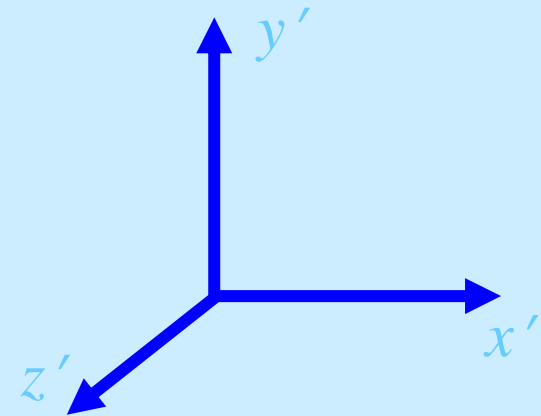
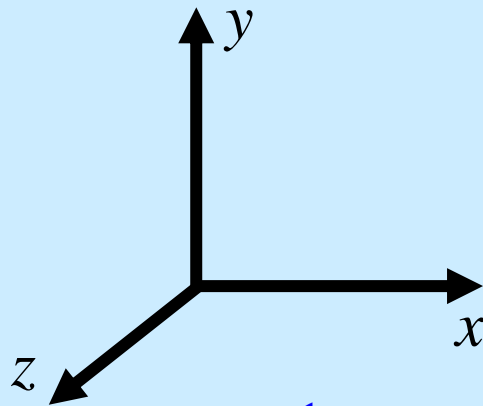
تدوین: دکتر مهدی سودمند - استادیار دانشگاه پیام نور



## اصل نسبیت نیوتونی:

اگر قوانین نیوتون در یک چارچوب مرجع صادق باشد در این صورت در هر چارچوب مرجع دیگری که با سرعت یکنواخت نسبت به آن حرکت می کند نیز صادق است این اصل را اصل نسبیت نیوتونی یا ناوردایی گالیله می نامند

اگر محورهای دوچارچوب موازی باشند این چارچوب ها را دستگاه های مختصات لخت می گویند.

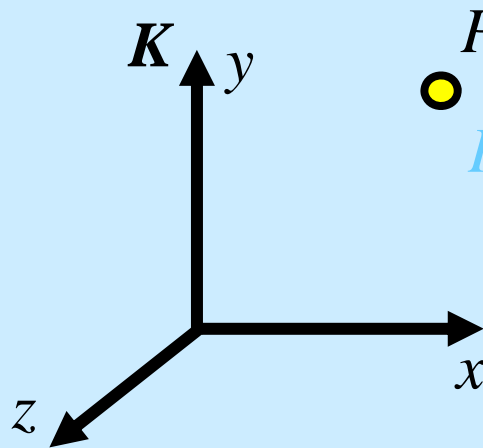




## تبدیلات گالیه :

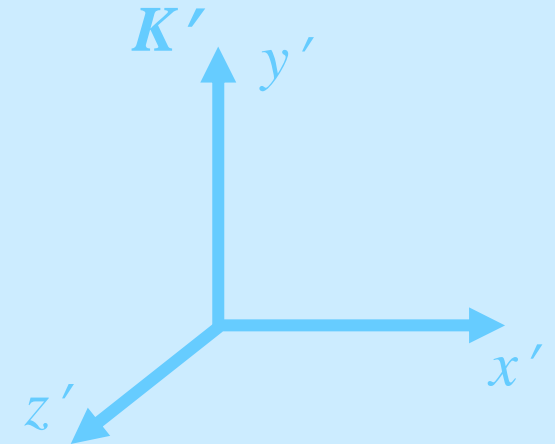
نقطه P در یک چارچوب مرجع k دارای مختصات  $P = (x, y, z, t)$  است و

در چارچوب دیگر  $K'$  دارای مختصات  $P = (x', y', z', t')$  است.



$$P = (x, y, z, t)$$

$$P = (x', y', z', t')$$





## تبدیل گاليله :

- محورهای دستگاه  $K'$  در جهت محور  $x$  با سرعت ثابت نسبت به دستگاه  $k$  حرکت می کند .
- زمان  $t$  برای کلیه ناظرها یک ناوردای بنیادی است یعنی برای کلیه ناظرهای لخت یکسان است..

$$x' = x - vt$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = t$$



## روابط عکس :

- به جای  $v$  ،  $-v$  قرار دهید.
- به جای کمیت های پریم دار کمیت های بدون پریم قرار دهید.

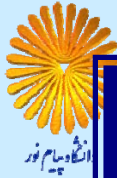
$$x = x' + vt'$$

$$y = y'$$

$$z = z'$$

$$t = t'$$





## نسبت سرعت ها :

$$\left\{ \begin{array}{l} x' = x - vt \\ \frac{dx'}{dt} = \frac{dx}{dt} - v \quad \left( t = t', \frac{d}{dt} \approx \frac{d}{dt'} \right) \\ \therefore \frac{dx'}{dt'} = \frac{dx}{dt} \\ \Rightarrow \frac{dx'}{dt'} = \frac{dx}{dt} - v \\ \frac{dy'}{dt'} = \frac{dy}{dt}, \quad \frac{dz'}{dt'} = \frac{dz}{dt} \\ \frac{dx'}{dt'} = u'_x, \quad \frac{dx}{dt} = u \end{array} \right. \Rightarrow \left\{ \begin{array}{l} u'_x = u_x - v \\ u'_y = u_y \\ u'_z = u_z \end{array} \right.$$



## نسبیت شتاب ها:

$$\begin{cases} \frac{du'_x}{dt'} = \frac{du_x}{dt} \\ \frac{du'_y}{dt'} = \frac{du_y}{dt} \\ \frac{du'_z}{dt'} = \frac{du_z}{dt} \end{cases} \Rightarrow a'_x = a_x, \quad a'_y = a_y, \quad a'_z = a_z$$
$$\Rightarrow \boxed{\vec{a}' = \vec{a}}$$



## نتیجه:

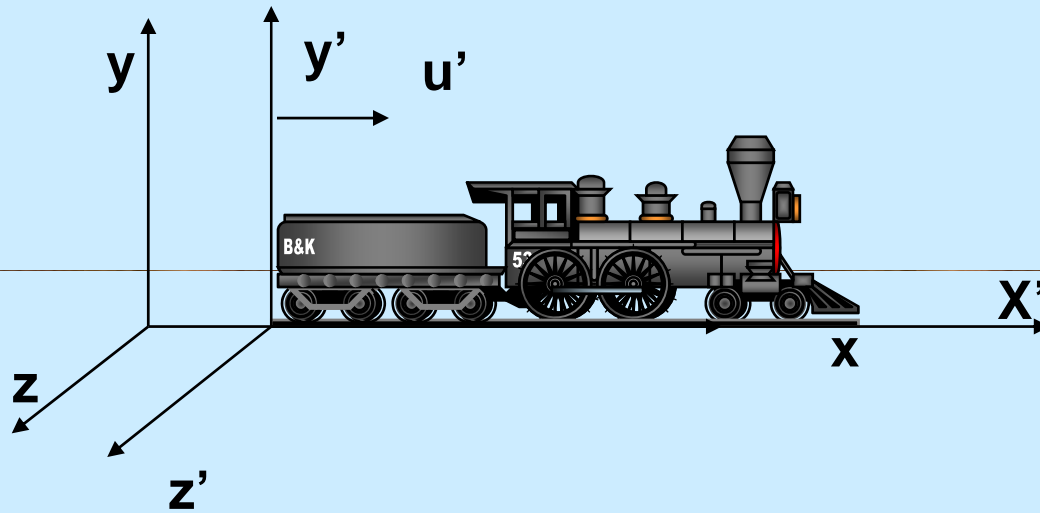
در فیزیک کلاسیک جرم به چارچوب مرجع بستگی ندارد.  
و

$$a' = a$$

در نتیجه: قوانین نیوتونی حرکت و معادلات حرکت در کلیه دستگاههای لخت دقیقاً یکسان است.



مثال – مسافری با سرعت ثابت  $3.5 \text{ km/h}$  در امتداد راهروی قطاری که خود در یک مسیر مستقیم با سرعت ثابت  $92.5 \text{ km/h}$  نسبت به زمین حرکت می کند به طرف جلو قدم می زند سرعت مسافر نسبت به زمین چقدر است ؟



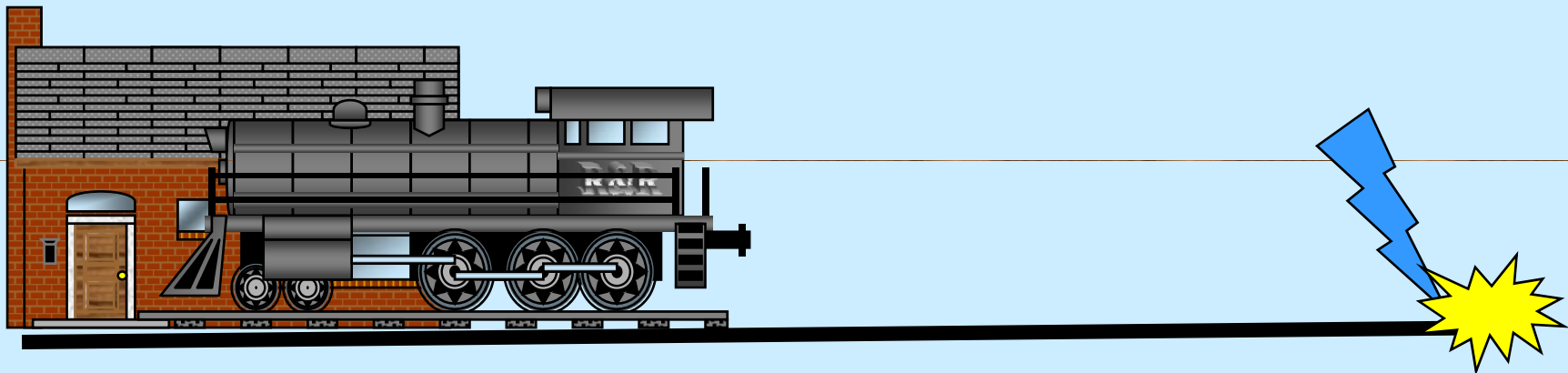
$$u'_x = 3.5 \text{ km} / h$$

$$v = 92.5 \text{ km} / h$$

$$u_x = u'_x + v = 3.5 \text{ km} / h + 92.5 \text{ km} / h = 96 \text{ km} / h$$



مثال-قطار در ساعت 12 با سرعت  $60\text{mi/h}$  از کنار یک ایستگاه راه آهن عبور می کند. بیست ثانیه پس از آن برق آذرخشی به نقطه ای از ریل راه آهن که در جهت حرکت قطار یک مایل با ایستگاه فاصله دارد برخورد می کند. مختصات آذرخش از دید ناظر واقع در ایستگاه و مهندس قطار چگونه است؟



از دید هردو ناظر مختصه زمانی عبارت است از:

$$t=t'=(20\text{s})(1\text{hr}/3600\text{s})=1/180\text{hr}$$

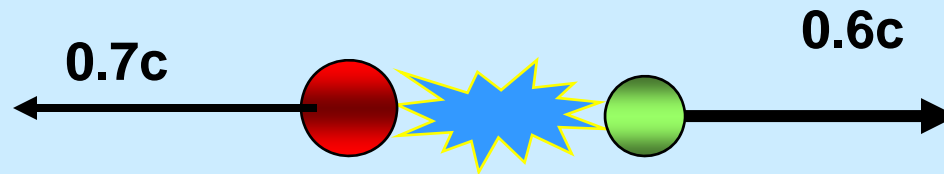
ناظر واقع در ایستگاه مختصه فضایی را برابر با  $x=1\text{mi}$  اندازه می گیرد. از نظر مهندس قطار مختصه فضایی عبارت است از:

$$X'=x-vt=1\text{mi}-(60\text{mi/hr})(1/180\text{hr})=2/3\text{mi}$$



مثال-از نمونه یک ماده رادیو اکتیو در چارچوب آزمایشگاه در حال سکون است  
دوالکترون در جهتهای مختلف خرج می شوند . سرعت یکی از الکترونها از دید ناظر  
آزمایشگاه  $0.6c$  و سرعت الکترون دیگر  $0.7c$  است . مطابق تبدیلهای سرعت ،  
سرعت یکی از الکترونها نسبت به الکترون دیگر چقدر است ؟

فرض کنید که ناظر نسبت به آزمایشگاه ساکن باشد و ناظر  $O'$  نسبت به ذره ای که با سرعت  
 $0.6c$  حرکت می کند (در جهت مثبت) در حال سکون باشد. در این صورت از تبدیل سرعت  
گالیه داریم :



$$u'_x = u_x - v = -0.7c - 0.6c = -1.3c$$

این مسئله نشان میدهد که مطابق تبدیلهای گالیه سرعتهای بزرگتر از سرعت نور امکان پذیر است  
که نتیجه ای ناسازگار با نسبیت خاص است.



مثال : نیروهایی که دوزره به همدیگر وارد می کنند در امتداد خط مستقیمی است که دو ذره را به یکدیگر وصل می کند . این نیروها برابر با منهای مشتق پتانسیل نشان داده می شوند . نشان دهید که معادلات حرکت چنین ذره ای در اثر تبدیلات گالیله ناوردا است .

پاسخ: در دستگاه S :

$$F_x = -\frac{\partial U}{\partial x}, \quad F_y = -\frac{\partial U}{\partial y}, \quad F_z = -\frac{\partial U}{\partial z}$$

$$\Rightarrow m_1 \frac{d^2 x_1}{dt^2} = -\frac{\partial U}{\partial x}$$

$$m_1 \frac{d^2 y_1}{dt^2} = -\frac{\partial U}{\partial y}$$

$$m_1 \frac{d^2 z_1}{dt^2} = -\frac{\partial U}{\partial z}$$



ادامه....

میدانیم که:

$$m'_1 = m_1, \quad \frac{d^2 x_1}{dt^2} = \frac{d^2 x'_1}{dt'^2}, \quad \frac{d^2 y_1}{dt^2} = \frac{d^2 y'_1}{dt'^2}, \quad \frac{d^2 z_1}{dt^2} = \frac{d^2 z'_1}{dt'^2}$$

$$x'_2 - x'_1 = x_2 - x_1, \quad y'_2 - y'_1 = y_2 - y_1, \quad z'_2 - z'_1 = z_2 - z_1$$

$$\begin{aligned} r'_{12} &= \sqrt{(x'_2 - x'_1)^2 + (y'_2 - y'_1)^2 + (z'_2 - z'_1)^2} \\ &= \sqrt{(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (z_2 - z_1)^2} = r_{12} \end{aligned}$$





ادامه...

اکنون باید ثابت کنیم که:

$$-\frac{\partial U}{\partial x_1} = -\frac{\partial U}{\partial x'_1}, \quad -\frac{\partial U}{\partial y_1} = -\frac{\partial U}{\partial y'_1}, \quad -\frac{\partial U}{\partial z_1} = -\frac{\partial U}{\partial z'_1}$$

$$\Rightarrow -\frac{\partial U}{\partial x_1} = -\frac{dU}{dr_{12}} \frac{\partial r_{12}}{\partial x_1} = \frac{dU}{dr_{12}} \frac{x_2 - x_1}{r_{12}}$$

$$-\frac{\partial U}{\partial x'_1} = -\frac{dU}{dr'_{12}} \frac{\partial r'_{12}}{\partial x'_1} = \frac{dU}{dr'_{12}} \frac{x'_2 - x'_1}{r'_{12}}$$

ولی:

$$r_{12} = r'_{12}, \quad x_2 - x_1 = x'_2 - x'_1, \quad U(r_{12}) = U(r'_{12})$$

$$\Rightarrow -\frac{\partial U}{\partial x_1} = -\frac{\partial U}{\partial x'_1}$$



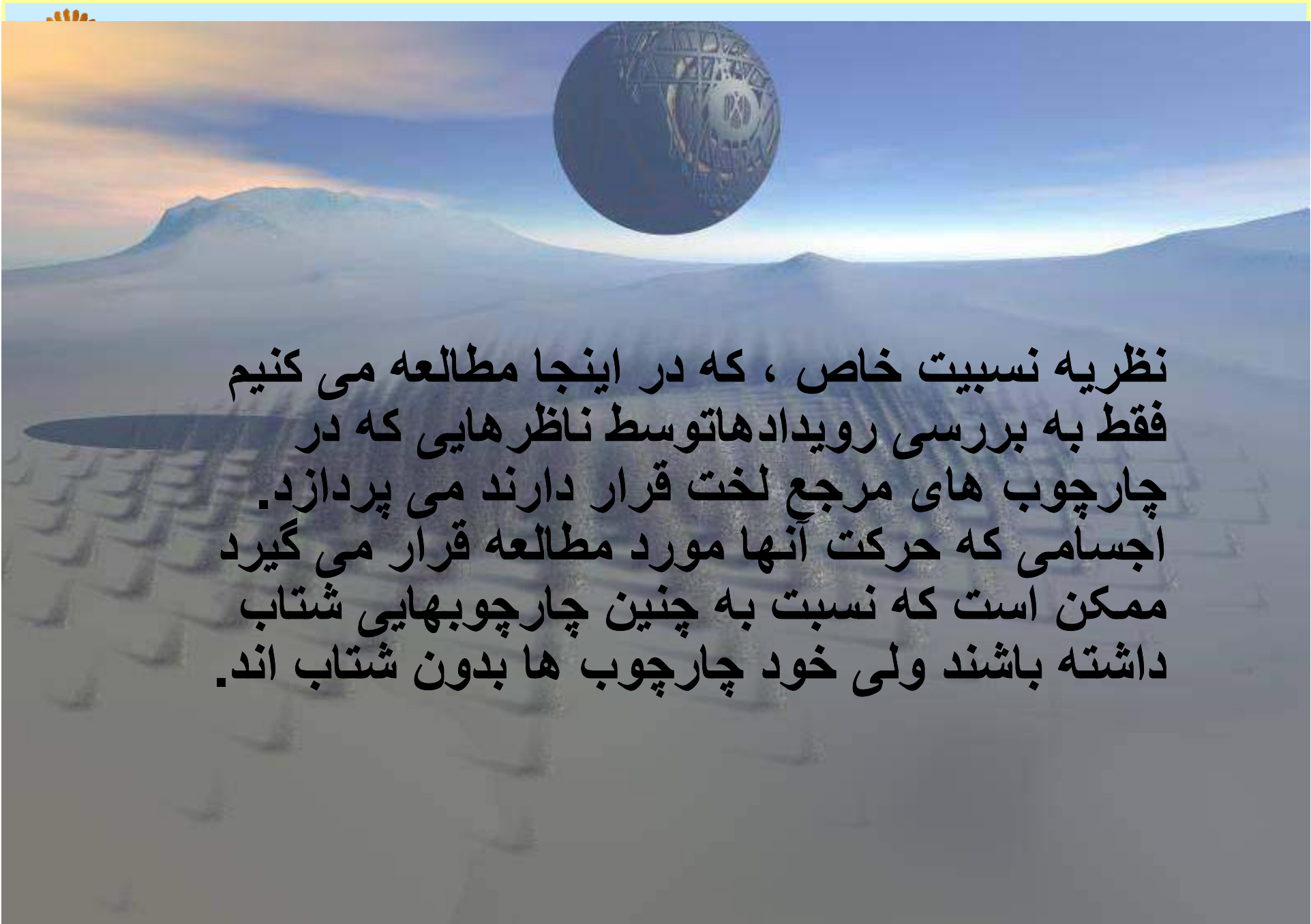
ادامه...

بنابراین معادلات حرکت یکسانی به شکل زیر در دستگاه  $s'$  بدست می آید :

$$m_1 \frac{d^2 x'_1}{dt'^2} = - \frac{\partial U}{\partial x'_1}$$

$$m_1 \frac{d^2 y'_1}{dt'^2} = - \frac{\partial U}{\partial y'_1}$$

$$m_1 \frac{d^2 z'_1}{dt'^2} = - \frac{\partial U}{\partial z'_1}$$

A landscape with mountains and a large sphere in the sky. The sphere has a grid pattern and a central logo. The text is overlaid on the landscape.

نظریه نسبیت خاص ، که در اینجا مطالعه می کنیم فقط به بررسی رویدادها توسط ناظرهایی که در چارچوب های مرجع تخت قرار دارند می پردازد. اجسامی که حرکت آنها مورد مطالعه قرار می گیرد ممکن است که نسبت به چنین چارچوبهایی شتاب داشته باشند ولی خود چارچوب ها بدون شتاب اند.



## آیا د ستگاه یگانه ای وجود دارد که سرعت نور در آن برابر با $c$ باشد؟ لازمه وجود اتر ( یا چارچوب اتر):

▶ به نظر می رسد که ماهیت موجی نور نیاز به یک محیط انتشار دارد. این محیط انتشار را اتر نامیدند.

▶ اتر باید دارای چگالی کم باشد تا سیاره ها بدون افت انرژی در آن حرکت کنند.

▶ این محیط می بایستی دارای خاصیت کشسانی باشد تا سرعت بالای امواج نور در آن ممکن باشد.

▶ این محیط نباید امواج طولی را پشتیبانی کند.

▶ امواج نور در این محیط باید از تبدیل گالیله پیروی کنند.



## معادلات ماکسول و چارچوب مطلق

مطابق نظریه ماکسودل سرعت نور از رابطه زیر بدست می آید:

$$c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \epsilon_0}}$$

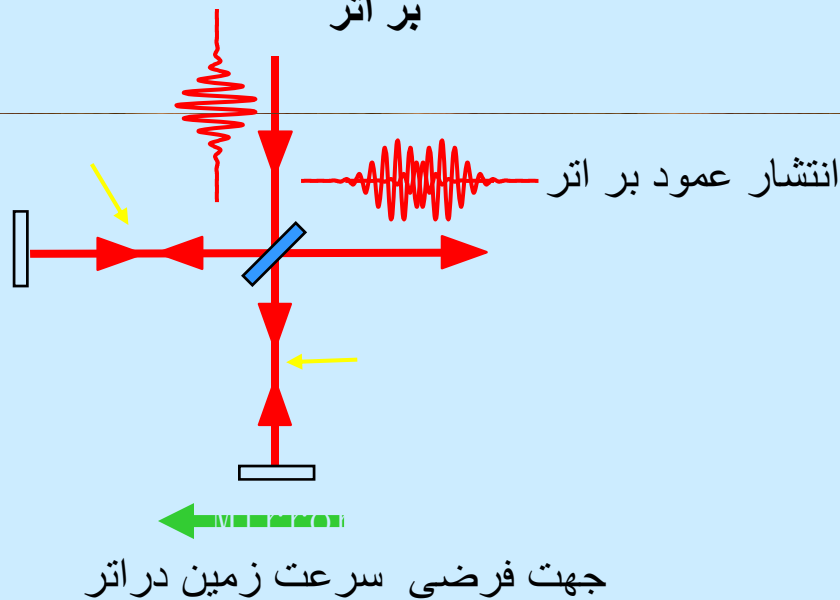
بنابراین سرعت نور به دو ثابت بستگی دارد و خود یک ثابت خواهد بود:

فرض شد که اتر یک دستگاه و چارچوب مرجع مطلق است که سرعت نور در آن برابر با این ثابت بوده و دیگر اندازه گیریها را نسبت به آن می توان انجام داد و آزمایش مایکلسون - مورلی کوششی برای اثبات وجود اتر بود.



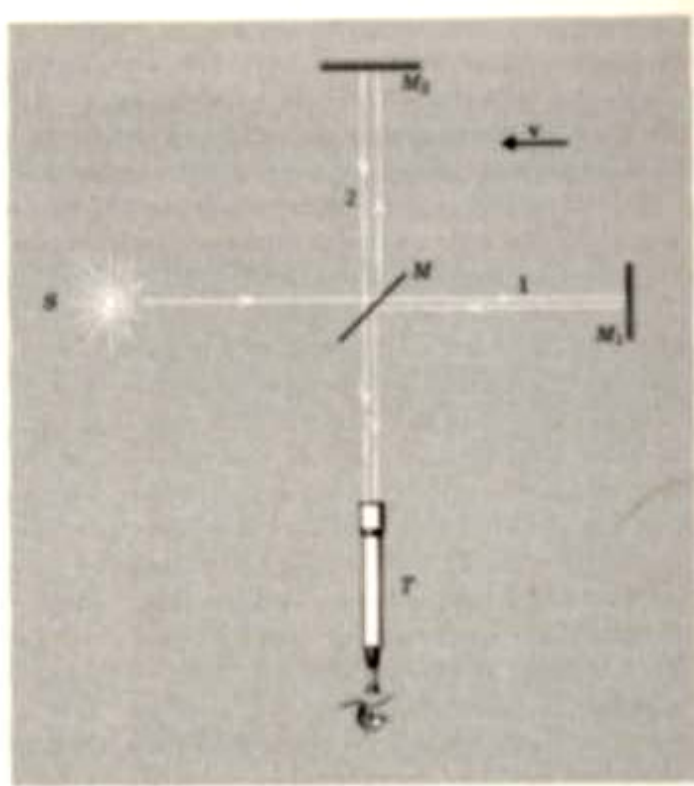
## آزمایش مایکلسون - مورلی:

مولفه موازی و عمود  
بر اثر



مایکلسون و مورلی تشخیص دادند که زمین همواره نسبت به اتر ساکن نیست و انتشار نور در امتداد موازی و عمود بر حرکت اتر باید طول مسیر و فاز متفاوتی داشته باشد.

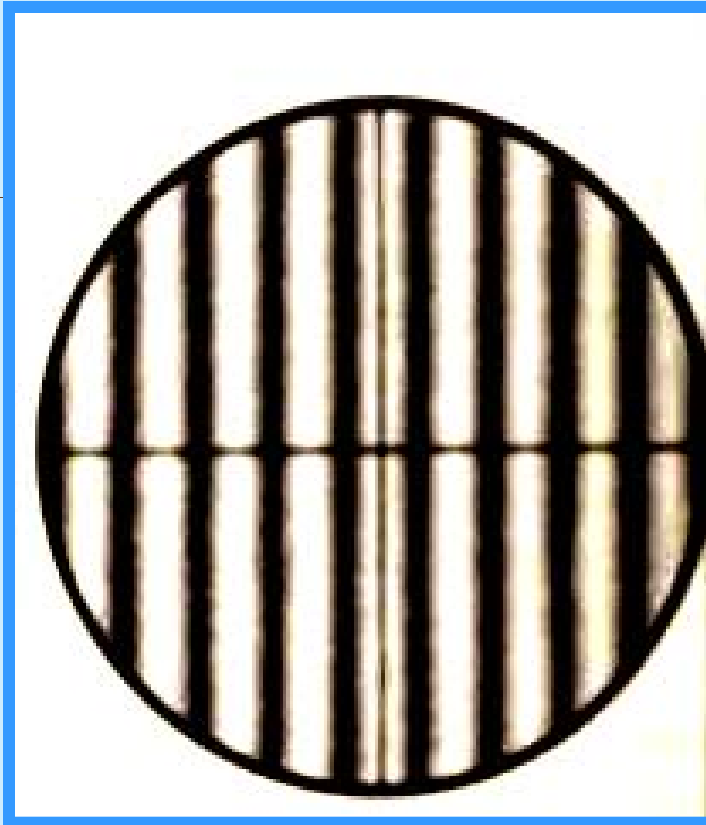
## تداخل سنج مایکلسون



طرح ساده ای از تداخل سنج مایکلسون که نشان می دهد باریکه نورتابیده از چشمه S به وسیله آئینه نیمه نقره اندود M به دوباریکه تقسیم می شود. این باریکه ها توسط آینه های 1 و 2 بازتابیده می شوند و به طرف آئینه نیمه نقره اندود برمی گردند. آنها سپس وارد تلسکوپ T می شوند و در آنجا، پس از تداخل، یک نقش فریز به دست می آید. در این شکل V سرعت اثر نسبت به تداخل سنج است.



## فریزهای مایکلسون



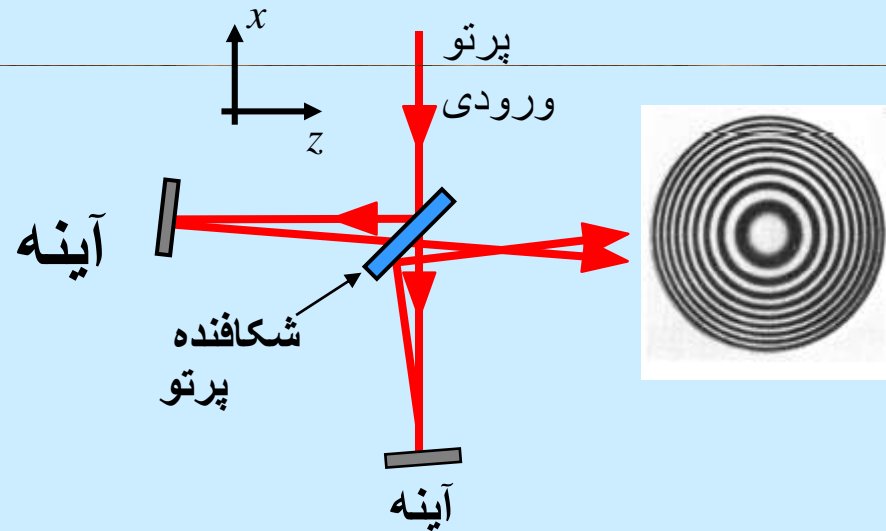
یک دستگاه فریز متعارف که وقتی  $M_1$  ,  $M_2$  کاملاً بر هم عمود نیستند در تلکسوپ T دیده می شود.





## تداخل سنج مایکلسون و فریزهای تداخلی

- بخاطر دارید که تداخل سنج مایکلسون فریزهای تداخلی ایجاد می کند.



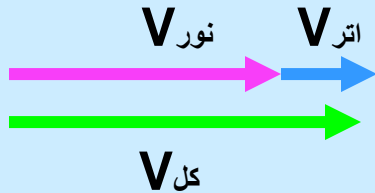


## جزئیات آزمایش مایکلسون - مورلی

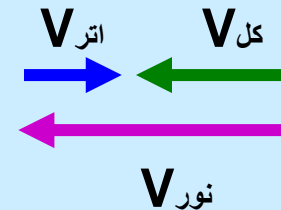
اگر نور برای انتشار به یک محیط نیاز داشته باشد در این صورت سرعت آن بستگی به سرعت محیط خواهد داشت . بردارهای سرعت باهم جمع بردار می شوند:

سرعت ها موازی

سرعت ها پادموازی

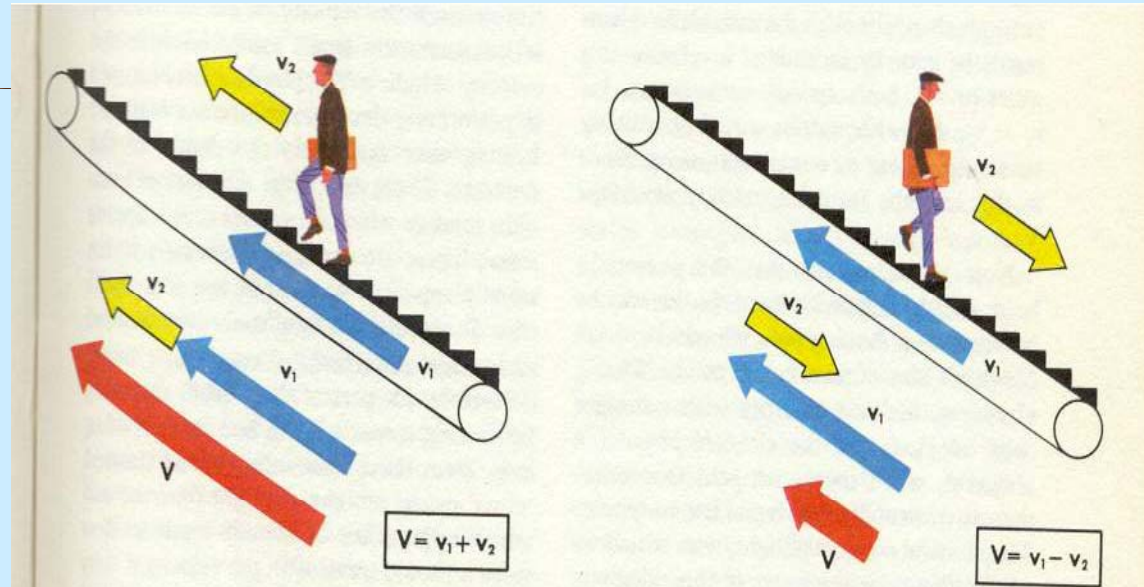


$$V_{کل} = V_{نور} + V_{تر}$$



$$V_{کل} = V_{نور} - V_{تر}$$

# نسبی بودن سرعت

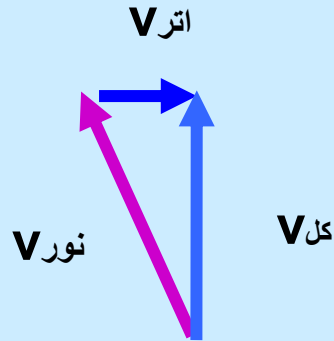




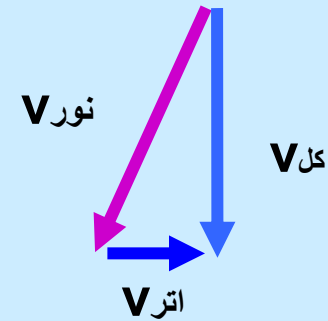
## چزئیات آزمایش مایکلسون - مورلی

در بازوی دیگر تداخل سنج ، سرعت کل باید عمود بوده و نور تحت زاویه منتشر شود:

سرعت عمود بر آینه



سرعت عمود بعداز آینه



$$V_{\text{کل}} = \sqrt{V_{\text{نور}}^2 - V_{\text{اثر}}^2}$$



## جزئیات آزمایش مایکلسون - مورلی

اگر  $c$  سرعت نورو  $v$  سرعت اثر باشد..

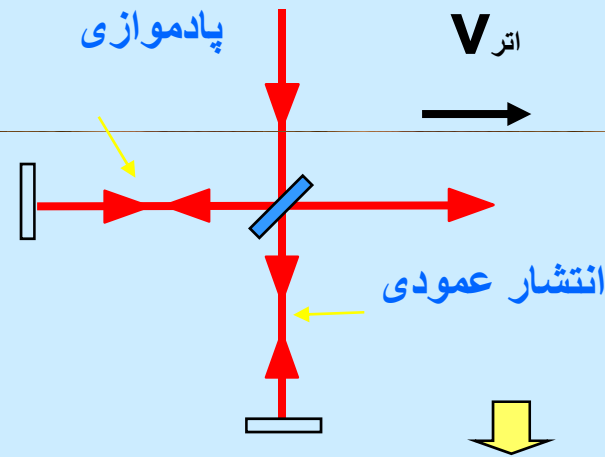
$$\Delta t_{\square} = \frac{L}{c-v} + \frac{L}{c+v} \quad \leftarrow$$

$$= \frac{L(c+v)}{c^2 - v^2} + \frac{L(c-v)}{c^2 - v^2}$$

$$= \frac{2Lc}{c^2 - v^2}$$

$$= \frac{2L}{c} \frac{1}{[1 - v^2/c^2]}$$

انتشار موازی و پادموازی



$$\Delta t_{\perp} = \frac{2L}{\sqrt{c^2 - v^2}}$$

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

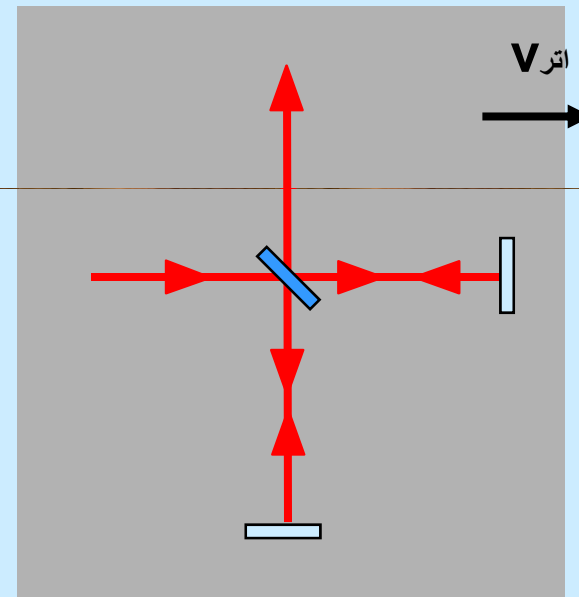
تاخیرها در دو بازو به روش متفاوتی به سرعت اثر بستگی دارند.



## جزئیات آزمایش مایکلسون - مورلی

چون جهت سرعت اتر معلوم نبود مایکلسون و مورلی آزمایش را دوبار انجام دادند و این بار دستگاه را باندازه 90 درجه چرخاندند.

$$\Delta t_{\square} = \frac{2L}{c} \frac{1}{[1 - v^2 / c^2]}$$
$$\Delta t_{\perp} = \frac{2L}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}}$$



تاخیرها عوض شده و هر نوع انتقال نوار مخالف آزمایش اول خواهد بود. با چرخش 180 درجه به جستجو این انتقال نوار پرداختند.



## تحلیل آزمایش مایکلسون - مورلی

$$\Delta t_{\square} = \frac{2L}{c} \frac{1}{[1 - v^2/c^2]} \quad \Delta t_{\perp} = \frac{2L}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

با چرخش دستگاه به اندازه 90 درجه طول مسیر نوری عوض شده و سبب تغییر مقابلی در زمان می شود . بنابراین اختلاف بین اختلاف مسیر ها برابر می شود با:

$$2(\Delta t_{\square} - \Delta t_{\perp}) = 2 \frac{2L}{c} \left( \frac{1}{1 - v^2/c^2} - \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \right)$$

بفرض:  $v \ll c$

$$\approx 2 \frac{2L}{c} \left[ \left(1 + v^2/c^2\right) - \left(1 + v^2/2c^2\right) \right] = 2 \frac{2L}{c} \frac{v^2}{2c^2}$$

$$\Rightarrow \boxed{2(\Delta t_{\square} - \Delta t_{\perp}) \approx 2L \frac{v^2}{c^3}}$$



## پیش بینی آزمایش مایکلسون – مورلی

بخاطر دارید که تغییر فاز برابر است  
با حاصلضرب  $\omega$  در تاخیر زمانی نسبی :

$$2(\Delta t_{\square} - \Delta t_{\perp}) \approx 2L \frac{v^2}{c^3}$$

$$2\omega L \frac{v^2}{c^3}$$

یا:

$$4\pi \frac{L}{\lambda} \frac{v^2}{c^2}$$

● سرعت مدار زمین :  $v = 3 \times 10^4 \text{ m/s}$

● طول بازوی تداخل سنج :  $L = 1.2 \text{ m}$

● لذا تفاوت زمانی برابر است با:  $8 \times 10^{-17} \text{ s}$

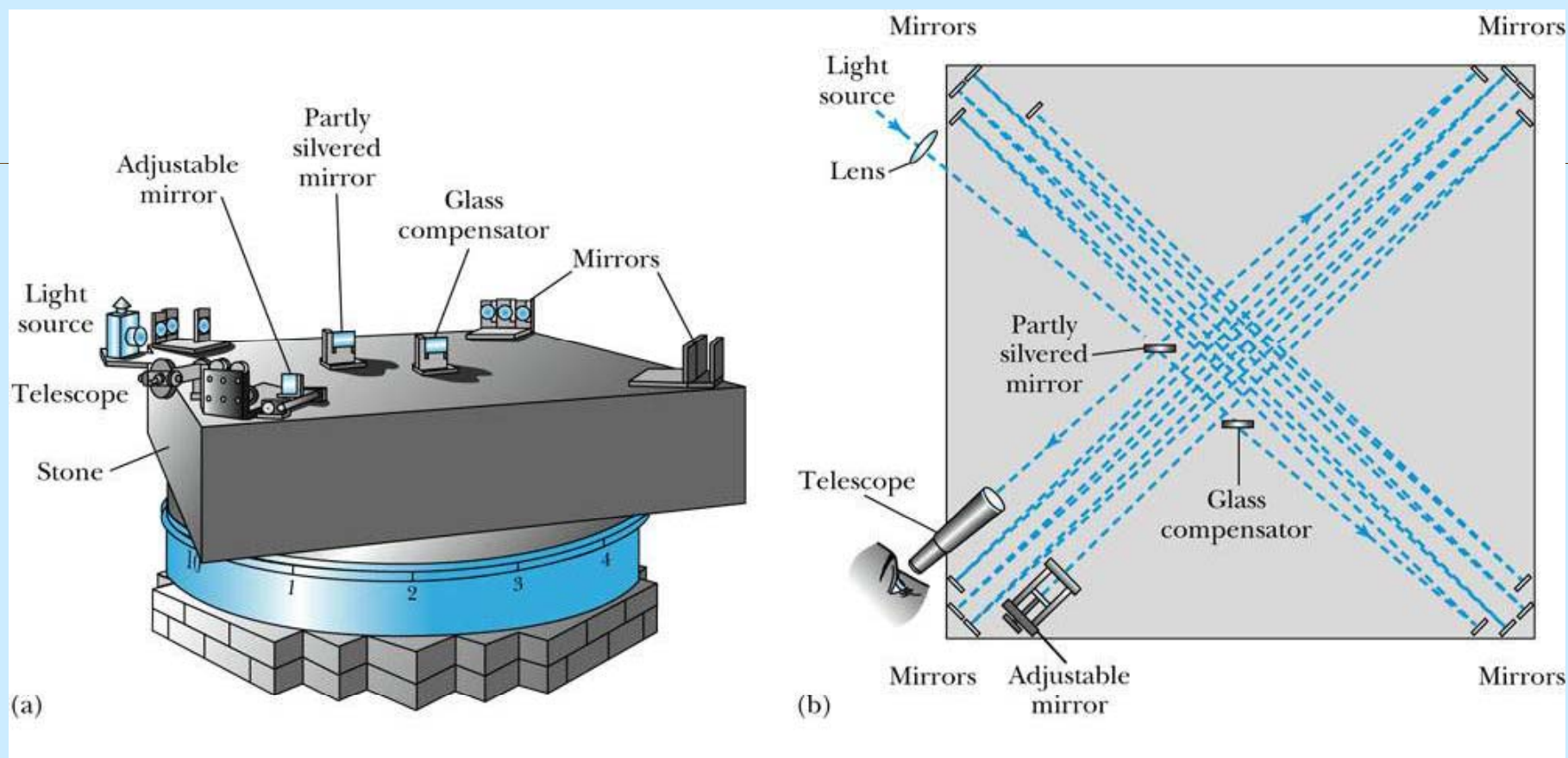
● برای نور مرئی انتقال فاز برابر است با: دوره  $0.03 = 0.2 \text{ rad}$

● چون این تفاوت زمانی بسیار کوچک است بنابراین در محدوده آزمایش مایکلسون – مورلی برای نور مرئی باید انتقال فریزها را مشاهده کرد .

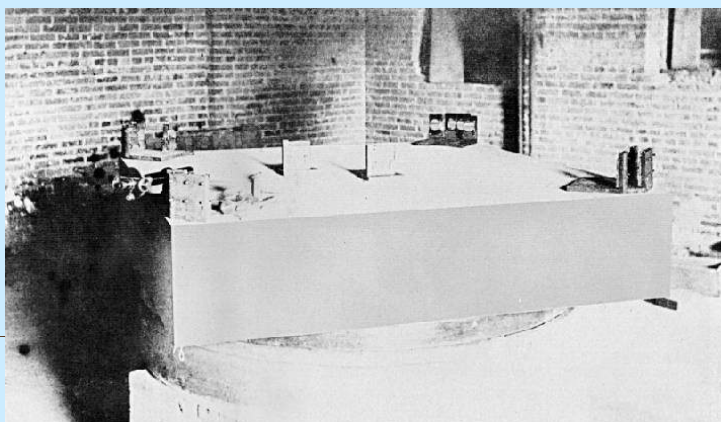


## تجهیزات آزمایش مایکلسون - مورلی

برای افزایش طول هر بازو از آینه های متعدد مطابق شکل استفاده شد .



## نتایج آزمایش مایکلسون - مورلی

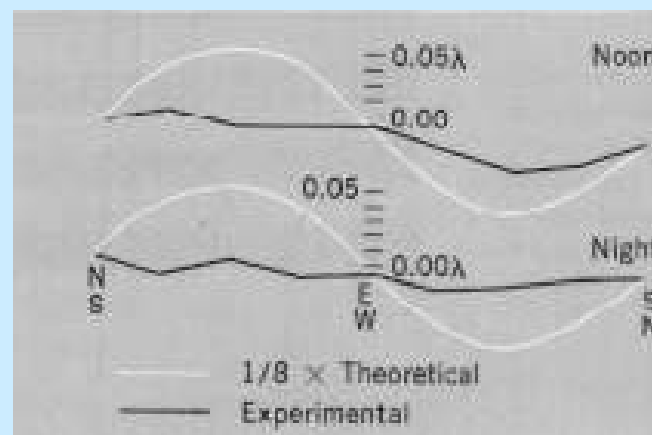


دستگاه مایکلسون



با چرخش دستگاه تغییر در نوارهای تداخلی مشاهده نشد.

با چرخش تداخل سنج مایکلسون نسبت به سرعت اتر باید انتقال نوارهای تداخلی مشاهده شود ولی چنین انتقالی در نوارها مشاهده نشد.



نتایج آزمایش مایکلسون - مورلی



## نتیجه گیری مایکلسون :

- فرضیه اثر ساکن مردود است .
- اثر وجود ندارد!
- جابه جایی فریزها همواره صفر بود ( $\Delta N = 0$ ) .



ادوارد مورلی  
(1838-1923)



آلبرت مایکلسون  
(1852-1931)



## توضیحات ممکن برای نتیجه صفر آزمایش مایکلسون - مورلی

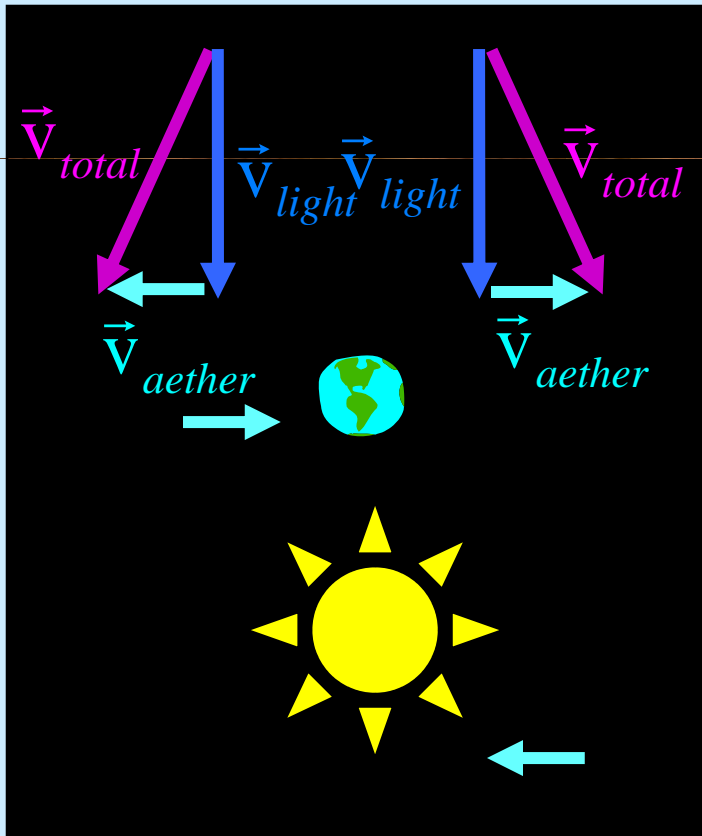
- مهمترین توضیح برای نتیجه صفر آزمایش مایکلسون - مورلی فرضیه کشش اتری است .

← طبق فرضیه کشش اتری ، زمین در ضمن حرکت بدور خورشید باید اثر را بدنبال خود بکشد. دواثر:

1. آبراهی ستاره ای

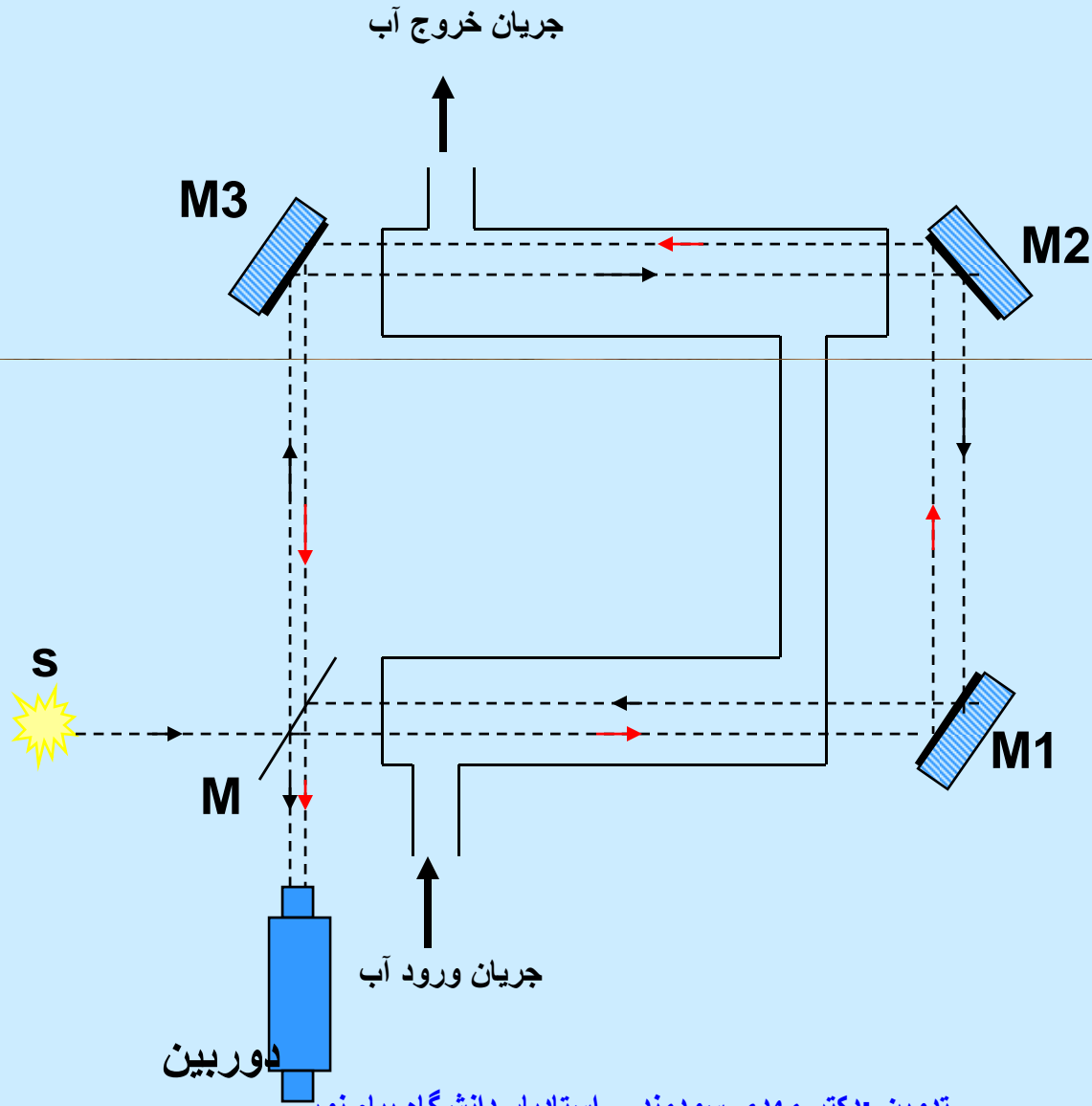
2. فرضیه همرفت فیزو

← با این فرضیه در تناقص بودند





# آزمایش فیزو:





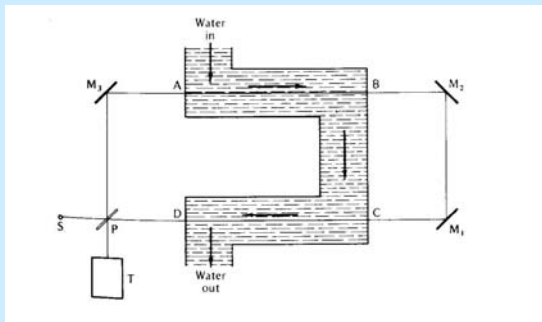
## ادامه...

نور بعد از برخورد با آینه نیمه تراوای M به دو قسمت تقسیم می شود و بعد از طی مسیرهای مختلف عبور کرده و وارد دوربین می شود. یک باریکه نور همواره در جهت جریان آب و باریکه دیگر در جهت خلاف جریان آب عبور می کند.

سرعت نور در آب ساکن  $c/n$  و سرعت آب  $v_w$  است. فرنل سرعت نور  $v$  در محیطی با ضریب شکست  $n$  که با سرعت  $v_w$  نسبت به ناظر حرکت می کند با رابطه زیر معرفی کرد:

$$v = \frac{c}{n} \pm v_w \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)$$

ضریب داخل پرانتز ضریب کشش فرنل نامیده می شود. اندازه گیریهای فیزو بوسیله آزمایشی که طرح آن را در بالای این باینید تایید شد.





## مثال :

در آزمایش فیزو اندازه گیریهای تقریبی پارامترها را به صورت زیر بودند:

$$\ell = 1.5m, n = 1.33, \lambda = 5.3 \times 10^{-7} m, v_w = 7m/s$$

فریزها یک جابه جایی معادل 0.23 یک فریز نسبت به حالت  $v_w$  مشاهده شد. ضریب کشش فرنل را حساب کنید.

$$t_1 = \frac{2\ell}{\left(\frac{c}{n}\right) - v_w d}, t_2 = \frac{2\ell}{\left(\frac{c}{n}\right) + v_w d}$$

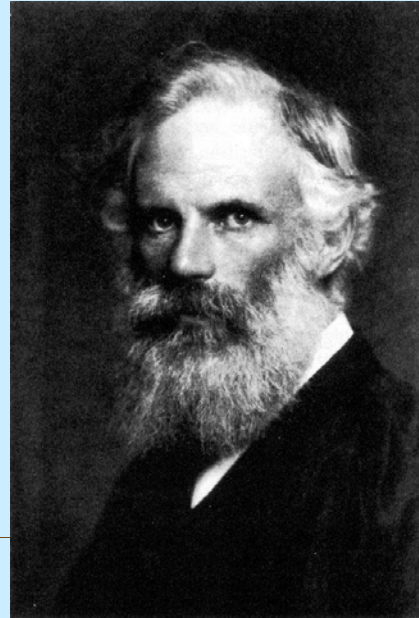
$$\Delta t = t_2 - t_1 = \frac{2\ell v_w d}{\left(\frac{c}{n}\right)^2 - v_w^2 d^2} \approx \frac{4\ell n^2 v_w d}{c^2}$$

$$T = \frac{\lambda}{c} \Rightarrow \Delta N = \frac{\Delta t}{T} = \frac{4\ell n^2 v_w d}{\lambda c}$$

$$d = \frac{\lambda c \Delta N}{4\ell n^2 v_w} = 0.47, d = 1 - \frac{1}{n^2} = 0.44$$



هندریک لورنتس (1853-1928)



جورج فیتزجرالد (1851-1901)

## فرضیه انقباض لورنتس – فیتز جرالد

● لورنتس – فیتز جرالد برای توجیه نتیجه صفر آزمایش مایکلسون – مورلی و ابقای مفهوم چارچوب مرجح اتر این فرضیه را ارائه دادند که طبق آن اجسام در جهت حرکت خود نسبت به اتر ساکن ، به نسبت زیر منقبض می شوند:

$$\sqrt{1 - v^2 / c^2}$$

بنابراین:

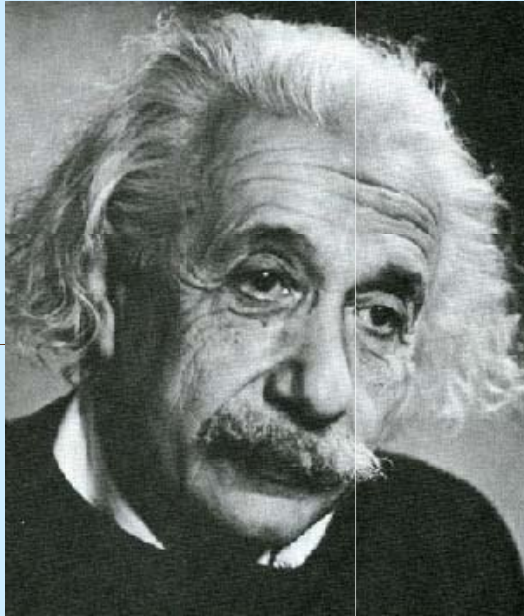
$$\Delta t_{\square} = \frac{2L}{c} \frac{1}{[1 - v^2 / c^2]} \rightarrow \frac{2L\sqrt{1 - v^2 / c^2}}{c} \frac{1}{[1 - v^2 / c^2]} = \frac{2L}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}} = \Delta t_{\perp}$$

سرعت نور      سرعت چارچوب

با مساوی کردن طول های مسیر تغییر فاز صفر میشود ولی دلیلی برای چنین انقباضی وجود ندارد.



## فرضیه های انشتین:



Albert Einstein (1879-1955)

- آلبرت انشتین دو ساله بود که مایکلسون – مورلی نتایج آزمایش خود را ارائه دادند.
- انشتین در سن 16 سالگی در مورد معادلات ماکسول در چارچوب های مرجع تعمق کرد.
- انشتین در سن 25 سالگی در سال 1905 نظریه نسبیت خاص خود را ارائه نمود.
- این نظریه به آسانی آزمایش مایکلسون – مورلی را تحلیل می کرد.

این نظریه رابطه جدیدی بین مکان و زمان ارائه نموده و طبق این نظریه قوانین نیوتون فقط یک تقریب است .



## دو نظریه انشتین :

- انشتین با قبول این عقیده که معادلات ماکسول باید در کلیه چارچوب های لخت صادق باشد دو نظریه را ارائه داد:
- اصل نسبیت: قوانین فیزیک در تمام دستگاههای لخت یکسان هستند و هیچ دستگاه لخت مرجحی وجود ندارد.
- اصل ثابت بودن سرعت نور: در فضای تهی مقدار سرعت نور در تمام دستگاههای لخت یکسان و برابر با  $c$  است



# آزمایش نهایی؟!!

برای تست نسبیت خاص باید با سرعت بسیار زیادی سیر کنیم و برگردیم. برای این کار به یک کشتی فضایی بسیار سریع نیاز داریم. چنین کشتی فضایی در خلیج Chesapeake در حال ساخت است.



دوین: دکتر مهدی سوومند - استادیار دانشگاه پیام نور

# فصل ۲

فصل دوم: سینماتیک نسبی

نسبیت همزمانی

معادلات تبدیل لورنتس

مقایسه طول های عمود بر حرکت نسبی

مقایسه طول های موازی با حرکت نسبی

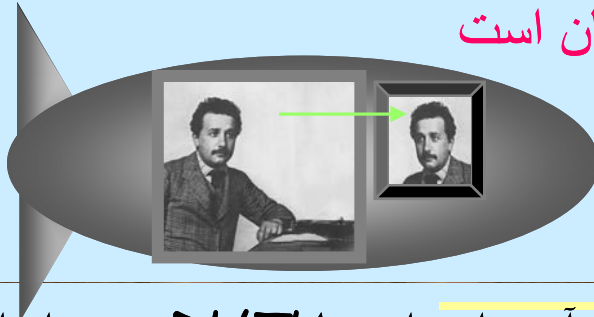
جمع نسبی سرعتها

ابراهی و اثر دوپلر در نسبیت



# زمان و فاصله مطلق نیستند

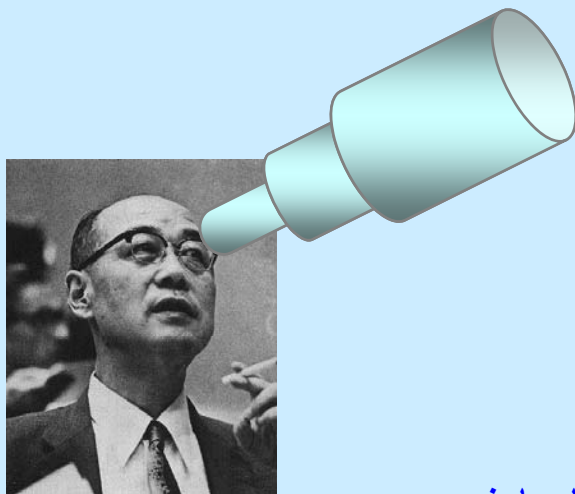
به خاطر داشته باشید که تندی نسبت مسافت تقسیم بر زمان است



انشتین مسافر سرعت نور را برابر با  $c = D/T$  اندازه می گیرد.

ناظر روی زمین آن را برابر با  $c = D'/T'$  اندازه می گیرد.

بنابراین سرعت نور  $c$  در هر دو چارچوب یکسان است.

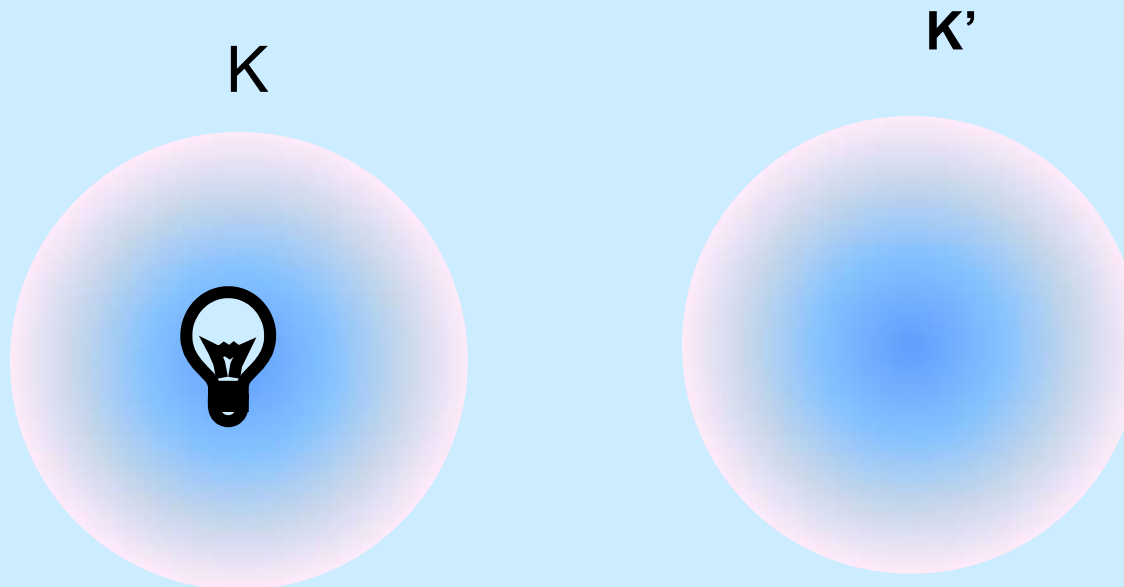


مسافت و زمان نسبت به ناظرهای مختلف متفاوت است!!



## ثابت بودن سرعت نور:

- دو چارچوب ساکن  $K$  و چارچوب متحرک  $K'$  را در نظر بگیرید..
- در لحظه  $t = 0$  مبدأ دو دستگاه برهم منطبق بوده و دستگاه  $K'$  بسوی راست در راستای محور  $x$  حرکت می کند .
- طبق فرضیه دوم انشتین با ثابت بودن سرعت نور جبهه های موج در هر دو چارچوب کروی خواهد بود.





## ثابت بودن سرعت نور با تبدیل گالیله سازگار نیست:

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

• جبهه امواج کروی در چارچوب K:

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

• جبهه امواج کروی در چارچوب K':

$$x' = x - vt$$

• با توجه به تبدیل گالیله:

$$y' = y$$

جملات اضافی در چارچوب متحرک

$$z' = z$$

$$t' = t$$

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 = (x^2 - 2xvt + v^2 t^2) + y^2 + z^2 \neq c^2 t'^2$$



نشان دهید که شکل معادله امواج الکترومغناطیسی :

$$\frac{\partial^2 \phi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \phi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \phi}{\partial z^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} = 0$$

$$\frac{\delta x'}{\delta x} = 1, \quad \frac{\delta x'}{\delta t} = -v, \quad \frac{\delta x'}{\delta x} = \frac{\delta y'}{\delta y} = \frac{\delta z'}{\delta z} = 1$$

$$\frac{\delta x'}{\delta y} = \frac{\delta x'}{\delta z} = \frac{\delta y'}{\delta x} = \frac{\delta t'}{\delta x} = \dots = 0$$

$$\frac{\delta \Phi}{\delta x} = \frac{\delta \Phi}{\delta x'} \frac{\delta x'}{\delta x} + \frac{\delta \Phi}{\delta y'} \frac{\delta y'}{\delta x} + \frac{\delta \Phi}{\delta z'} \frac{\delta z'}{\delta x} + \frac{\delta \Phi}{\delta t'} \frac{\delta t'}{\delta x} = \frac{\delta \Phi}{\delta x'}, \quad \frac{\partial^2 \Phi}{\partial x^2} = \frac{\partial^2 \Phi}{\partial x'^2}$$

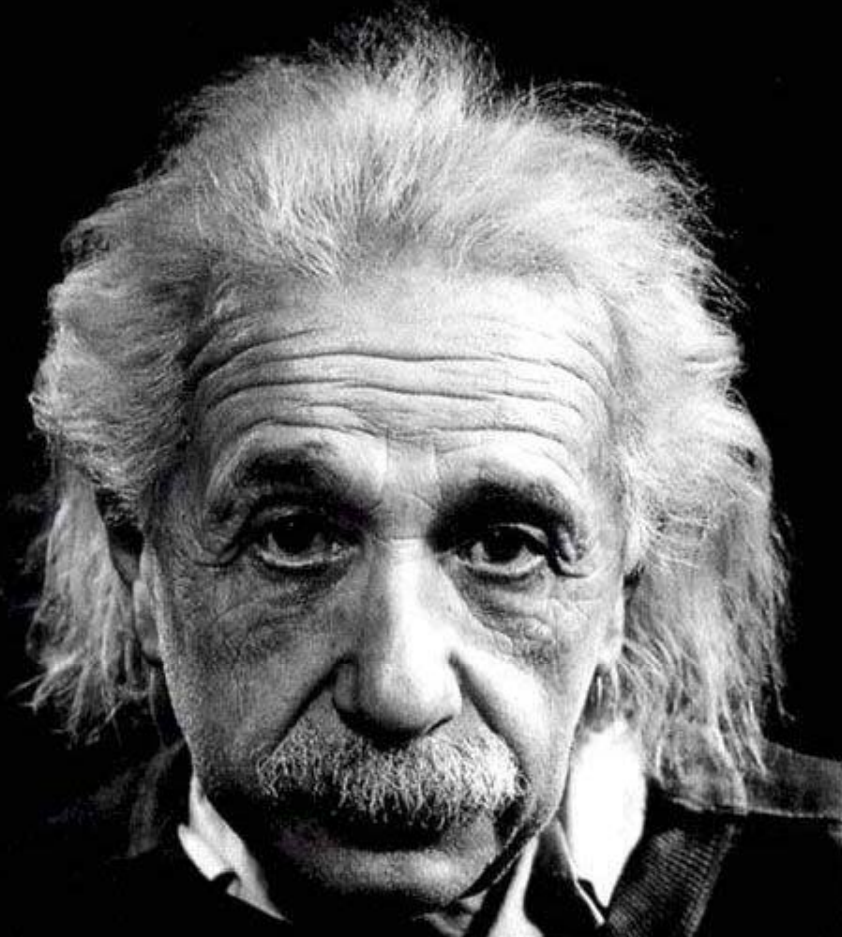
$$\frac{\partial^2 \Phi}{\partial y^2} = \frac{\partial^2 \Phi}{\partial y'^2} \quad \frac{\partial^2 \Phi}{\partial z^2} = \frac{\partial^2 \Phi}{\partial z'^2}$$





$$\frac{\delta\Phi}{\delta t} = -v \frac{\delta\Phi}{\delta x'} + \frac{\delta\Phi}{\delta t'} \quad \frac{\partial^2\Phi}{\partial t^2} = \frac{\partial^2\Phi}{\partial t'^2} - 2v \frac{\partial^2\Phi}{\partial x' \partial t'} + v^2 \frac{\partial^2\Phi}{\partial x'^2}$$
$$\frac{\partial^2\Phi}{\partial x'^2} + \frac{\partial^2\Phi}{\partial y'^2} + \frac{\partial^2\Phi}{\partial z'^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2\Phi}{\partial t'^2} + \frac{1}{c^2} \left( 2v \frac{\partial^2\Phi}{\partial x' \partial t'} - v^2 \frac{\partial^2\Phi}{\partial x'^2} \right) = 0$$

لذا معادله ناوردا نیست .



غير قابل فهم ترين چيز در باره جهان اين است كه جهان اصولاً "قابل درك  
است .  
البرت انشتين

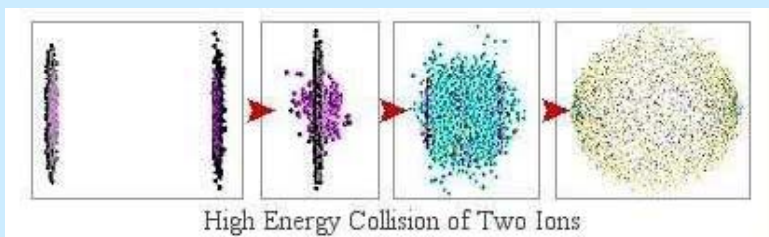


دانشگاه گیلان

# چه چیزهایی در چارچوب های مختلف یکسان نیست؟

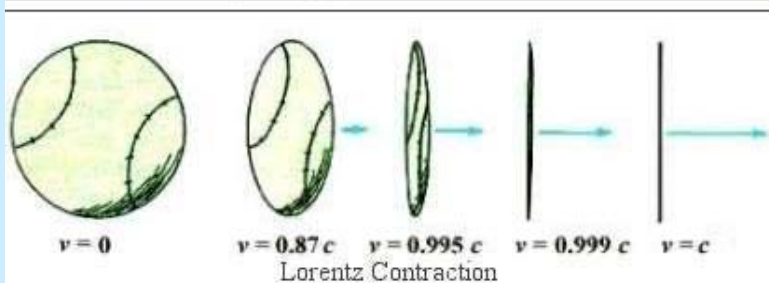


• جدایی زمان و مکان



High Energy Collision of Two Ions

• سرعت ، شتاب و نیرو



Lorentz Contraction

• میدانهای الکتریکی و مغناطیسی



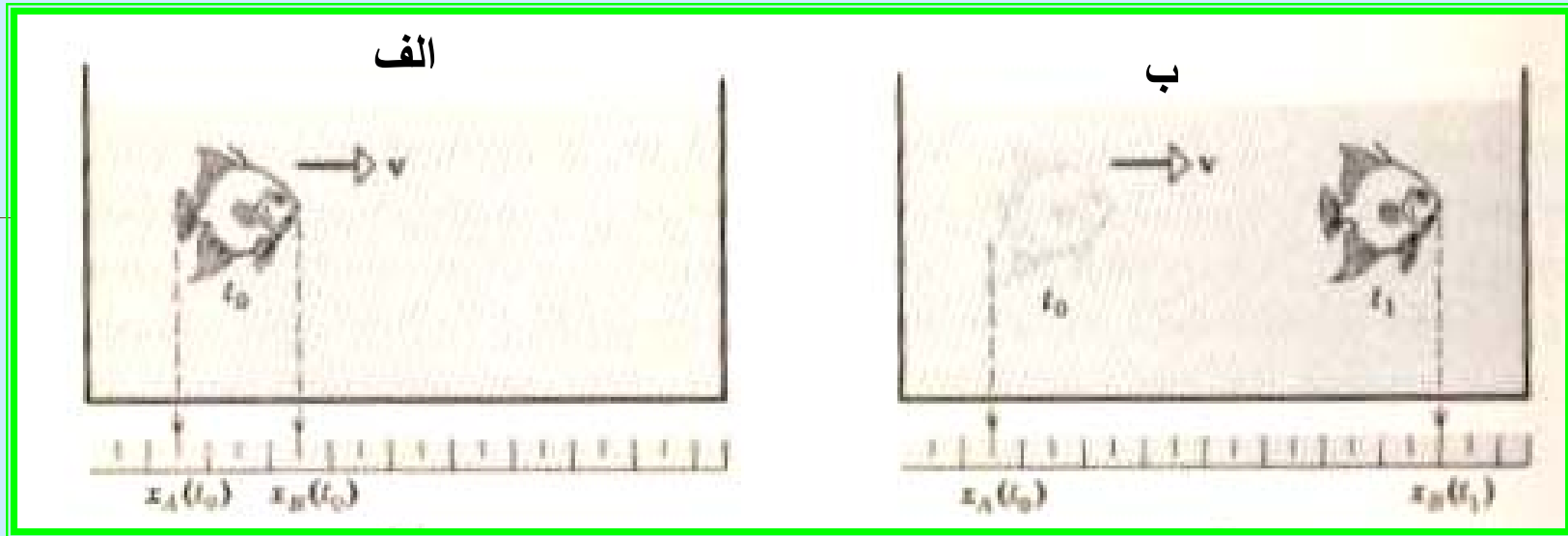
# همزمانی در چارچوب های مختلف

**جدایی زمانی در چارچوب های لخت مختلف یکسان نیست . در این صورت می پرسیم که جدایی زمانی چه وقت یکسان است ؟**

پاسخ این است که اگر حرکت نسبی بین چارچوب ها وجود نداشته باشد.

**بنابراین در صورت وجود حرکت نسبی چارچوب ها ، جدایی های زمانی یکسان نخواهد بود . جدایی زمانی صفر که آنرا رویداد های همزمان می نامیم چه وقت واقعیت دارد ؟ این همزمانی وقتی وجود خواهد داشت که جدایی فضایی صفر باشد . یعنی ، دو رویداد در یک مکان از فضا روی دهند و یا در صفحه عمود بر جهت حرکت باشند . در این صورت جدایی زمانی در کلیه چارچوب های مرجع که در جهت تخصصی حرکت می کنند صفر خواهد بود**

## همزمانی

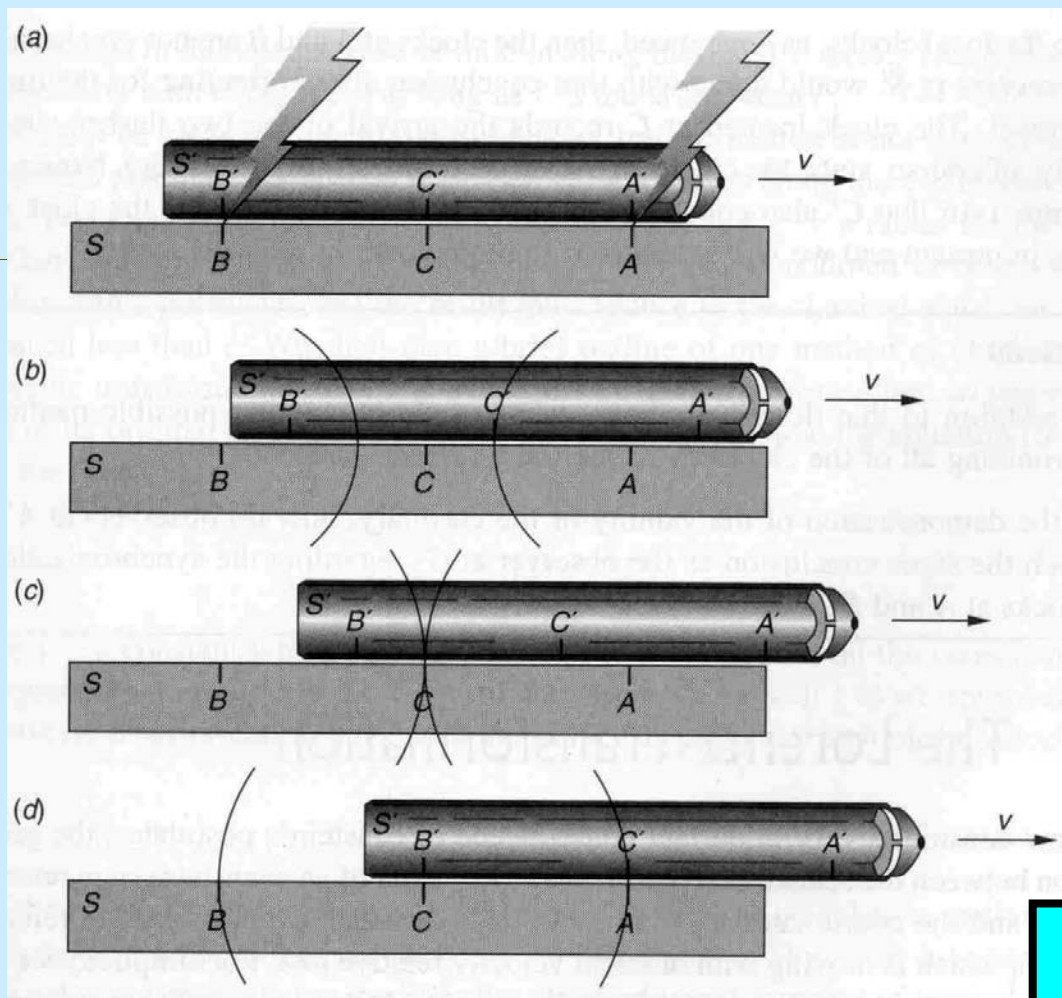


برای اندازه گیری طول بدن یک ماهی در حال شنا باید مکانهای دم و سر آن را به طور همزمان اندازه گیری کرد الف - نه در زمانهای دلخواه ب



## بازه های زمانی : رویدادهای همزمان

- دو رویداد همزمان در یک چارچوب لخت در هر چارچوب دیگری که نسبت به چارچوب اول در حرکت نسبی است همزمان نیستند.



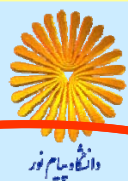
دو جرقه در  $A, B$

جرقه راست ابتدا در  $C'$  دیده می شود

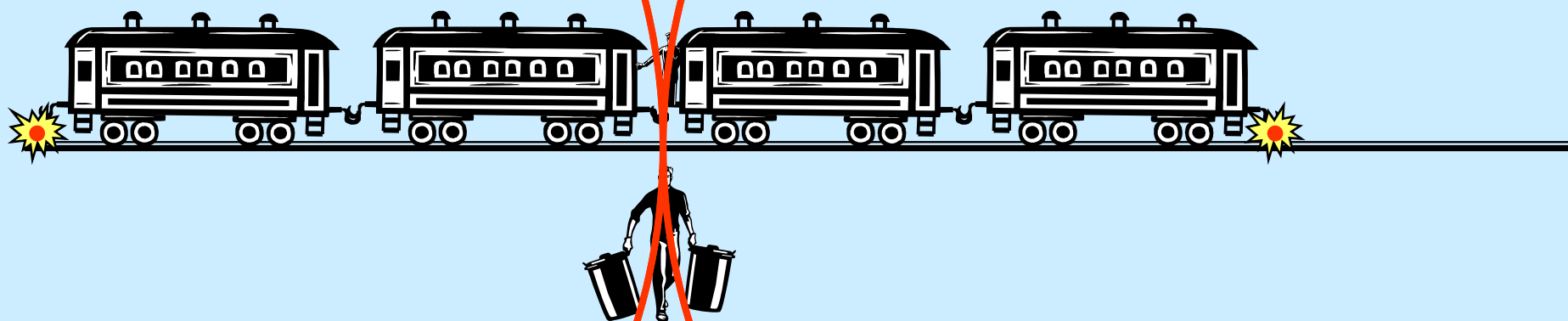
دو جرقه همزمان در  $C$  دیده می شوند

جرقه چپ سپس در  $C'$  دیده می شود

چارچوب  $S$  : دو جرقه هم زمان  
چارچوب  $S'$  : ابتدا جرقه راست دیده می شود

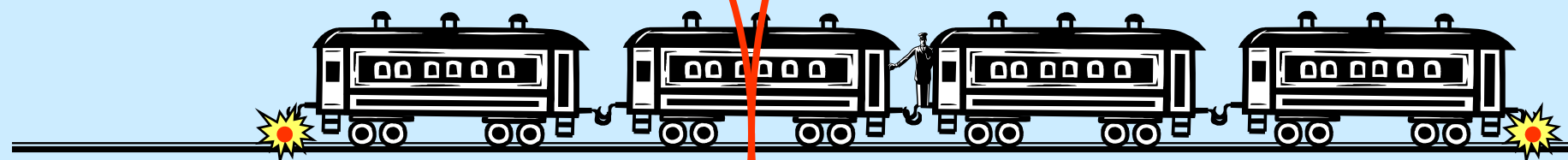


## نسبیت همزمانی : از دید ناظر زمینی





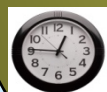
## نسبیت همزمانی : قطار انشتین: از دید قطار







## همزمان کردن ساعتها





## روش همزمان کردن ساعت ها:

برای اینکه کلیه ساعت ها زمان یکسانی را نشان دهند یعنی، همزمان باشند اینگونه عمل کنید:

ساعت ها را بوسیله علائمی که با سرعت نور حرکت می کنند (رادیویی ، نوری ، میکروموج و...) همزمان کنید.

زمان متناهی لازم برای انتقال علامت را بحساب آورید.

درحالی که ساعت مرجع را روی صفر قرار می دهید علامتی را به ساعت بعدی که به

فاصله  $L$  از آن قرار دارد بفرستید و آن ساعت را روی زمان  $t = \frac{L}{c}$  تنظیم کنید.

همین کار را برای کلیه ساعتها تکرار کنید . در این صورت ساعت ها هم زمان خواهند شد.

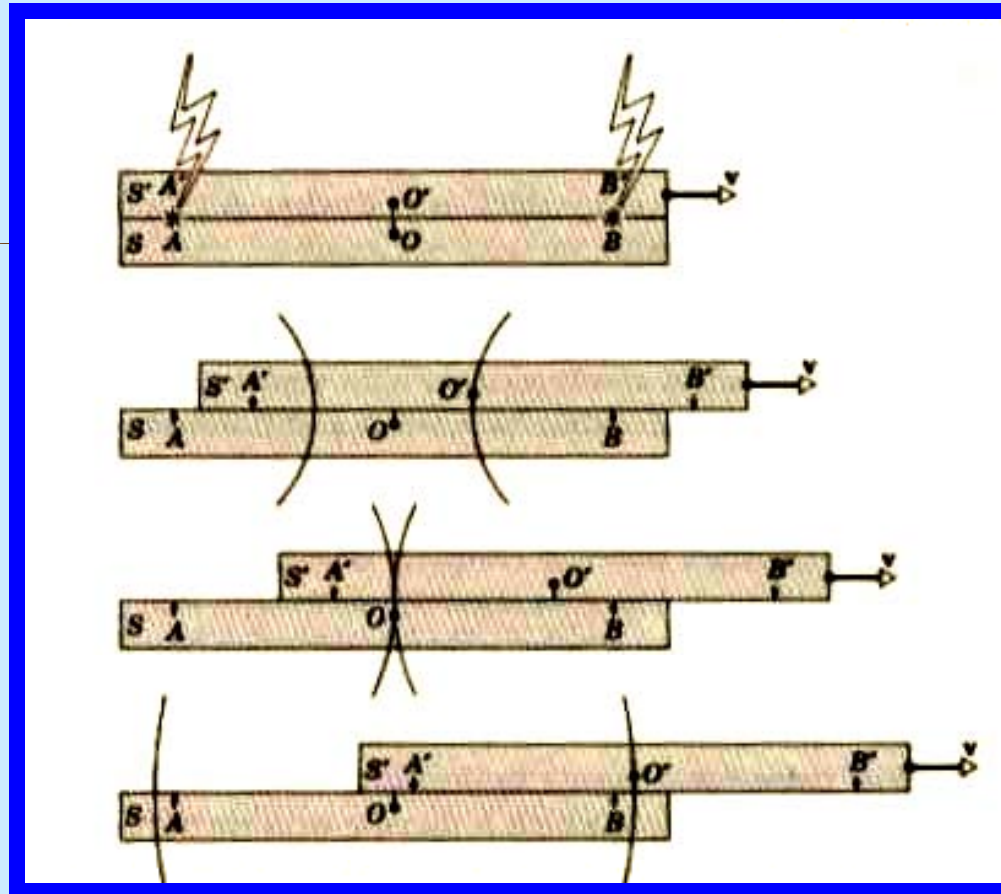




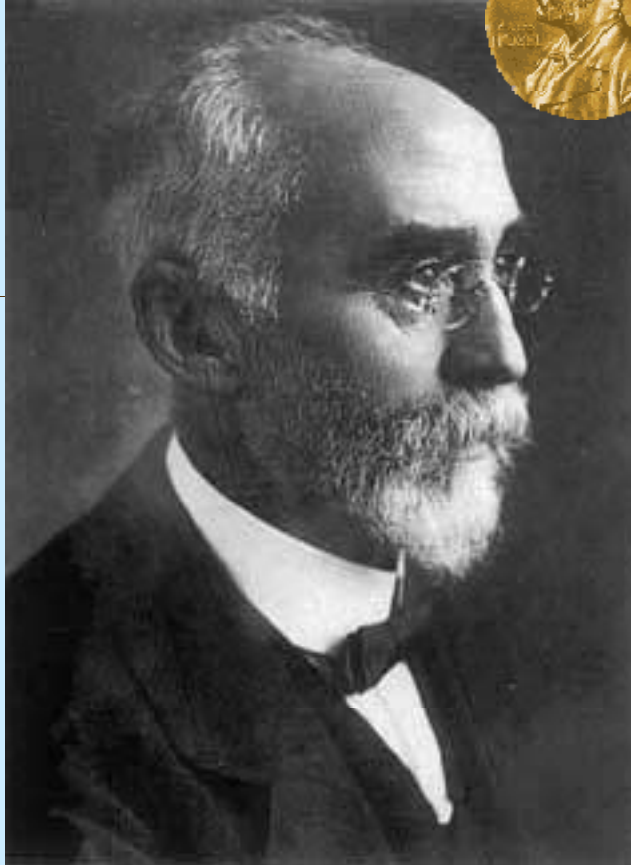
یک سؤال- فرض کنید که دو رویداد در فواصل مساوی از یک ناظر روی دهند . فرض کنید که ناظر حکم زیر را به عنوان تعریف همزمانی بپذیرد:  
“ دورویداد همزمان هستند اگر علامتهای نوری ای که از هریک از رویدادها گسیل می شود در یک لحظه به ناظر برسند ”  
نشان دهید که مطابق این تعریف اگر ناظر پی ببرد که دو رویداد همزمان هستند در این صورت ناظر دیگری که نسبت به ناظر اول حرکت می کند عموماً آن دو رویداد را ناهمزمان می یابد.



به شکل زیر توجه کنید. تپ های نوری بطور همزمان به ناظر  $O$  می  
رسند درحالی که زمان رسیدن آنها به ناظر  $O'$  همزمان نیست.



## تبدیلات لورنتس



**انشتین** با استفاده از تبدیلات لورنتس نشان داد که چگونه اندازه گیریهای زمان و مکان تحت تاثیر حرکت چارچوب های مرجع قرار می گیرد.

این تبدیلات برای نخستین بار بتوسط همکار او ا.ای. لورنتس (1853-1928) در سال 1904 ارائه شد تا نشان دهد که چگونه فورمولهای الکترومغناطیس در کلیه چارچوب هایی که به طور یکنواخت نسبت به هم حرکت می کنند یکسان است .

**انشتین** نخستین کسی بود که به اهمیت این موضوع پی برد.



## تحت چه تبدیلی معادله موج الکترومغناطیسی ناوردا است؟

تحت چه تبدیلی جبهه های موج در دو چارچوب کروی می ماند؟

فرض کنید که این تبدیل  $x' = \gamma (x - vt)$  باشد بطوریکه  $x = \gamma' (x' + vt')$  که  $\gamma$  هر ضربی می تواند باشد.

مطابق فرضیه اول انشتین  $\gamma' = \gamma$  :

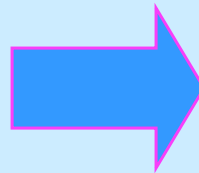
جبهه طول موج در راستای  $x'$  و محور  $x$  باید در روابط  $x' = ct'$  و  $x = ct$  صدق کنند

بنابراین  $ct' = \gamma (ct - vt)$  یا  $t' = \gamma t (1 - v/c)$

و  $ct = \gamma' (ct' + vt')$  یا  $t = \gamma' t' (1 + v/c)$

باجاگذاری  $t$  در:  $t' = \gamma t (1 - v/c)$

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



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



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

■ چند خاصیت  $\gamma$  :

$$1 - \frac{v^2}{c^2} = \frac{1}{\gamma^2} \quad \longrightarrow \quad \frac{v^2}{c^2} = 1 - \frac{1}{\gamma^2}$$

اگر سرعت کوچک باشد:

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}} \approx \frac{1}{1 - \frac{1}{2} v^2 / c^2} \approx 1 + \frac{1}{2} v^2 / c^2$$

$$\gamma \approx 1 + \frac{1}{2} v^2 / c^2$$



## پیدا کردن تبدیلی برای $t'$ :

اکنون  $x' = \gamma(x - vt)$  را در  $x = \gamma(x' + vt')$  قرار دهید:

$$x = \gamma[\gamma(x - vt) + vt'] \quad \checkmark$$

با حل معادله بر حسب  $t'$  خواهیم داشت  $x - \gamma^2(x - vt) = \gamma vt'$

$$t' = x/\gamma v - \gamma(x/v - t) \quad \checkmark$$

$$t' = \gamma t + x/\gamma v - \gamma x/v \quad \checkmark$$

$$t' = \gamma t + (\gamma x/v)(1/\gamma^2 - 1) \quad \checkmark$$

$$1/\gamma^2 - 1 = -v^2/c^2 \quad \text{یا:} \quad \bullet$$

$$t' = \gamma(t - vx/c^2)$$





## معادلات تبدیل لورنتس :

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

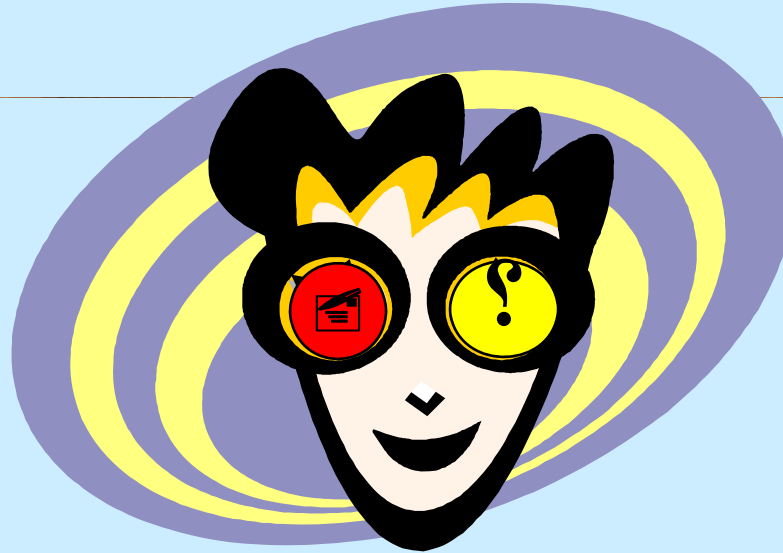
$$y' = y$$

$$z' = z$$

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



بادستکاری جبری معادلات مستقیم لورنتس ، معادلات عکس لورنتس  
را بدست آورید.





پاسخ:

$$x' = \gamma(x - vt) \quad \Rightarrow \quad x = \frac{x'}{\gamma} + vt$$

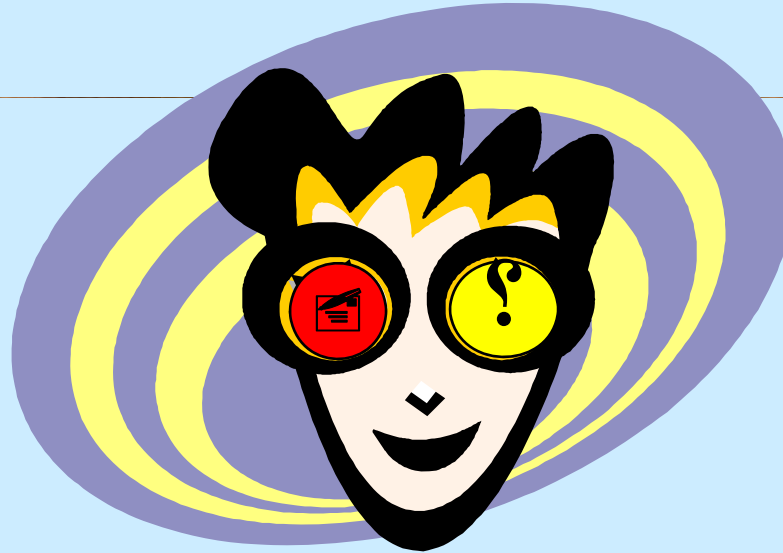
$$t' = \gamma\left(t - \frac{vx}{c^2}\right) \quad \Rightarrow \quad t = \frac{t'}{\gamma} + \frac{vx}{c^2}$$

$$x = \frac{x'}{\gamma} + \frac{vt'}{\gamma} + \frac{v^2x}{c^2} \quad \Rightarrow \quad x = \frac{1}{1 - \frac{v^2}{c^2}} \left( \frac{x' + vt'}{\gamma} \right) = \gamma(x' + vt')$$

$$t = \frac{t'}{\gamma} + \frac{\gamma vx'}{c^2} + \frac{\gamma v^2 t'}{c^2} = \gamma \left[ t' \left( \frac{1}{\gamma^2} + \frac{v^2}{c^2} \right) + \frac{vx'}{c^2} \right] = \gamma \left( t' + \frac{vx'}{c^2} \right)$$



مثال- در لحظه  $t=t'=0$  در چارچوب  $S$  جبهه موج کروی نور با سرعت  $c$  منتشر می شود. نشان دهید ناظرین در چارچوب  $S'$  که با سرعت  $v$  نسبت به چارچوب  $S$  حرکت می کند ولی جبهه های کروی موج نور از نقطه  $O'$  به بیرون انتشار پیدا می کند.





پاسخ:

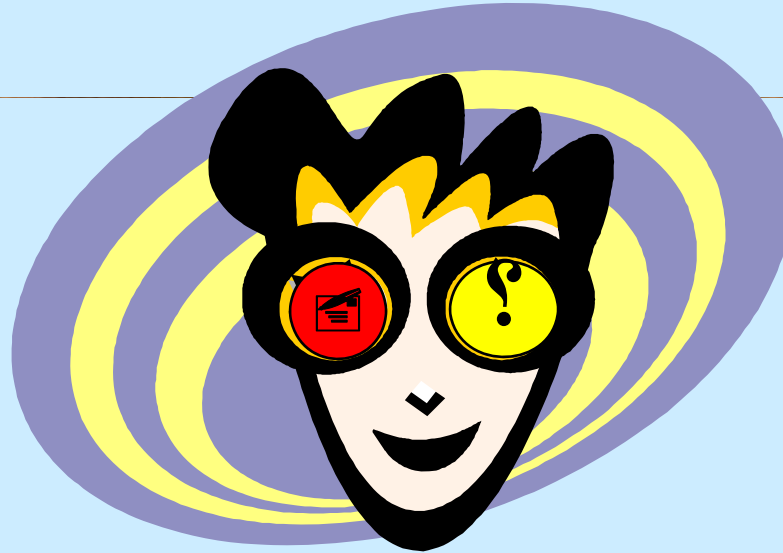
$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2$$

$$\left[ \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right]^2 + (y')^2 + (z')^2 = c^2 \left[ \frac{t + \left( \frac{vx'}{c^2} \right)}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right]^2$$

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



مثال - در چارچوب  $s$  در مختصات فضا-زمان  $x=100\text{km}$ ,  
 $y=10\text{km}, z=1\text{km}, t=0.5\text{ms}$  موج نوری منتشر می شود.  
در چارچوب  $s'$  که با سرعت  $0.8c$  در راستای محور  $xx'$  حرکت می  
کند ناظرین چه مختصاتی را اندازه می گیرند.





پاسخ:

$$x' = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{100\text{km} - (-0.8 \times 3 \times 10^5 \text{ km/s})(5 \times 10^{-5} \text{ s})}{\sqrt{1 - 0.8^2}} = 376\text{km}$$

$$t' = \frac{t - (\frac{v}{c^2})x}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{5 \times 10^{-4} \text{ s} [(-0.8)(100\text{km})] / (3 \times 10^5 \text{ km/s})}{\sqrt{1 - 0.8^2}} = 1.28\text{ms}$$

$$y' = y = 10\text{km} \quad , \quad z' = z = 1\text{km}$$



معادلات تبدیل لورنتس :

شکل متقارن تر معادلات:

$$\beta = v / c$$

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

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

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = \gamma(t - \beta x / c)$$

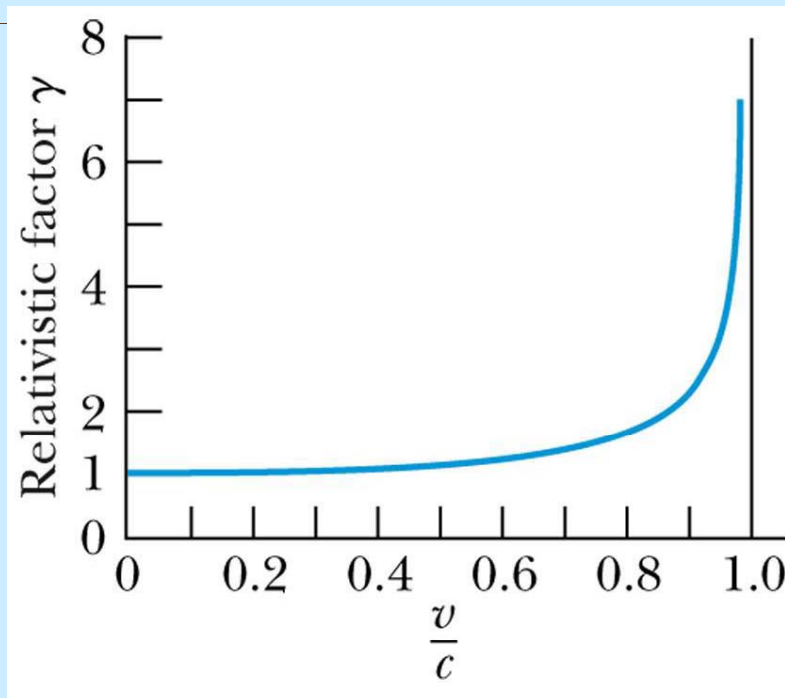




## خواص $\gamma$

• بخاط دارید که برای کلیه ناظرین  $\beta = v/c < 1$  است.

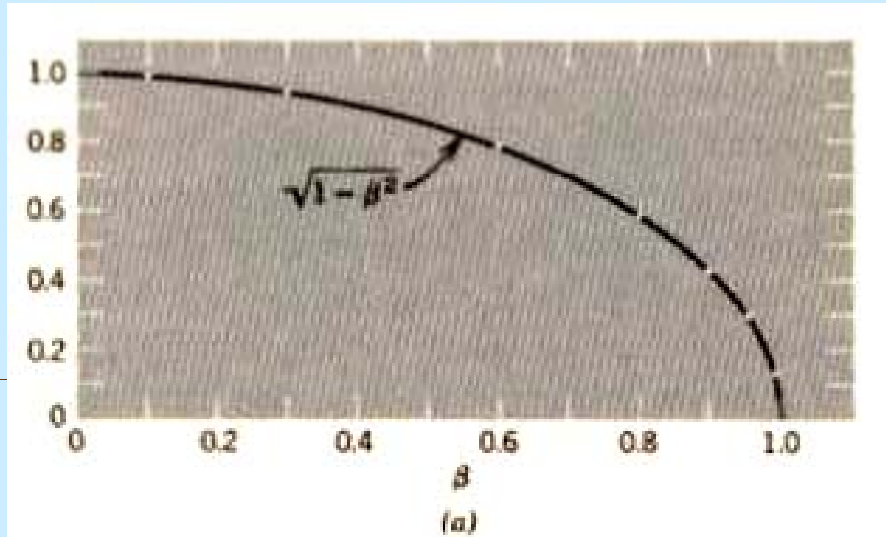
$\Gamma$  مساوی 1 است اگر  $v = 0$  باشد.  
بطور عمومی:



$$\gamma \geq 1$$

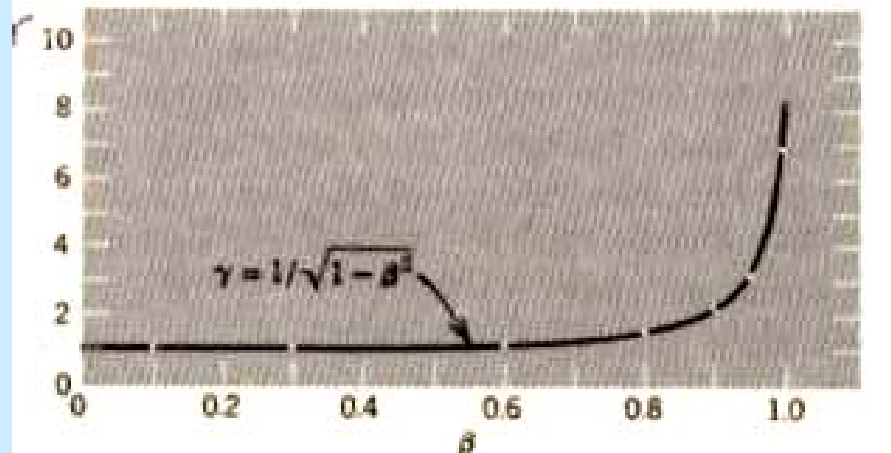
منحنی  $\gamma$  بر حسب  $\beta$ :

توجه کنید که  $(v < c)$  استادیار دانشگاه پیام نور - آستادیار دانشگاه پیام نور - آستادیار دانشگاه پیام نور - آستادیار دانشگاه پیام نور



الف - منحنی  $\sqrt{1-\beta^2}$  بر حسب  
تابعی از

$\beta$



ب- منحنی  $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}}$  بر حسب  
تابعی از  $\beta$



## تبدیلات کامل لورنتس :

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

$$y' = y$$

$$z' = z$$

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

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

$$y = y'$$

$$z = z'$$

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



تبدیل سرعت لورنتس :  
از تبدیلات مختصات لورنتس دیفرانسیل بگیرید:  
مولفه  $x$  :

$$dx' = \frac{dx - v dt}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \quad dt' = \frac{dt - \frac{v}{c^2} dx}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\Rightarrow u'_x = \frac{dx'}{dt'} = \frac{dx - v dt}{dt - \frac{v}{c^2} dx} = \frac{\frac{dx}{dt} - v}{1 - \frac{v}{c^2} \frac{dx}{dt}}$$

$$u'_x = \frac{u_x - v}{1 - \frac{v}{c^2} u_x}$$



## وبه همین ترتیب :

$$u'_x = \frac{u_x - v}{1 - \frac{v}{c^2} u_x}$$

$$u_x = \frac{u'_x + v}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$$

$$u'_y = \frac{u_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 - \frac{v}{c^2} u_x}$$

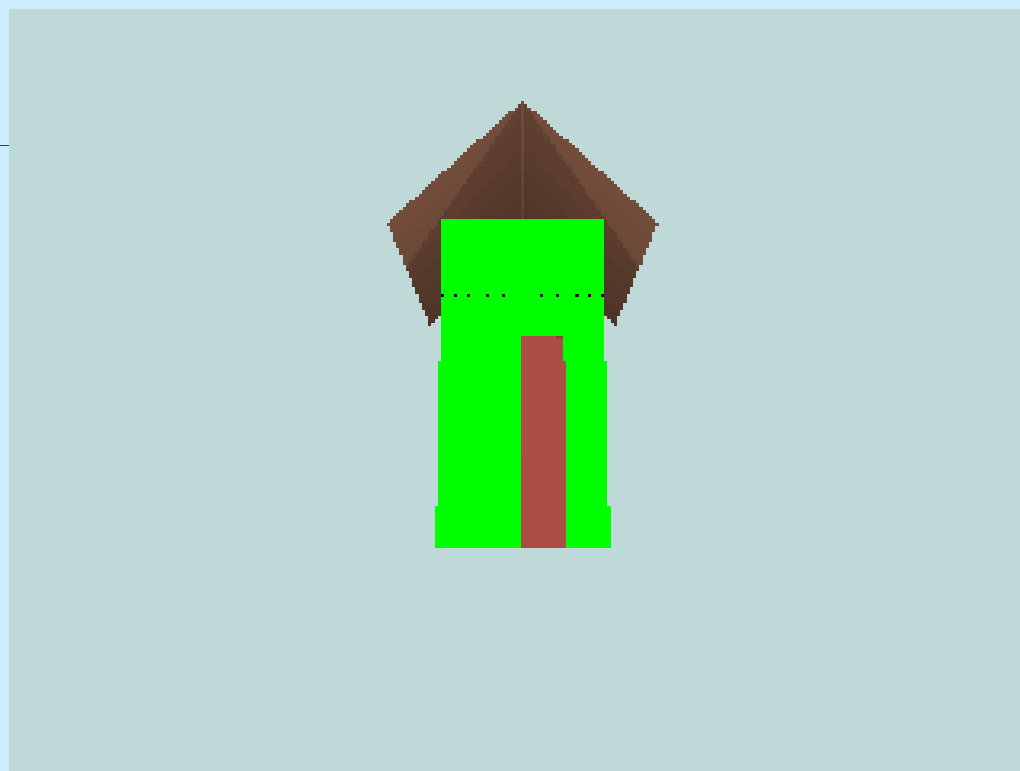
$$u_y = \frac{u'_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$$

$$u'_z = \frac{u_z \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 - \frac{v}{c^2} u_x}$$

$$u'_z = \frac{u_z \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c^2} u_x}$$

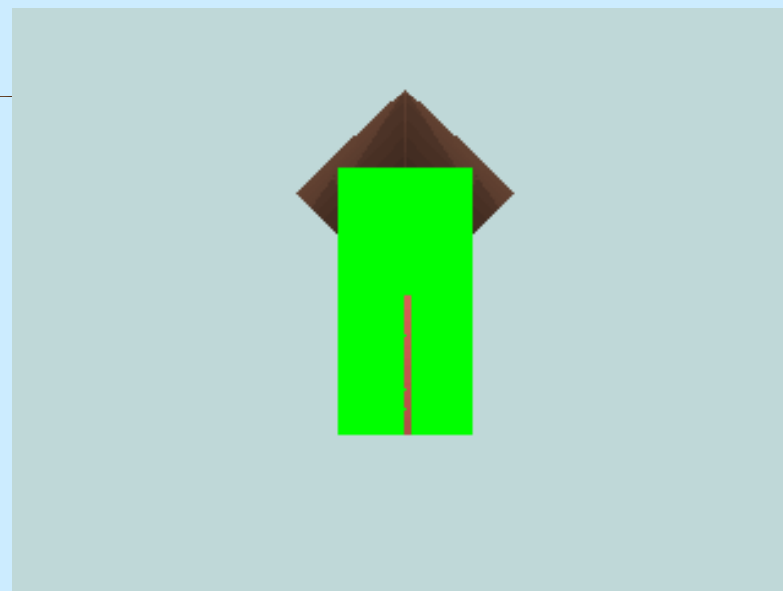


## مشاهده یک خانه در سرعت های معمولی



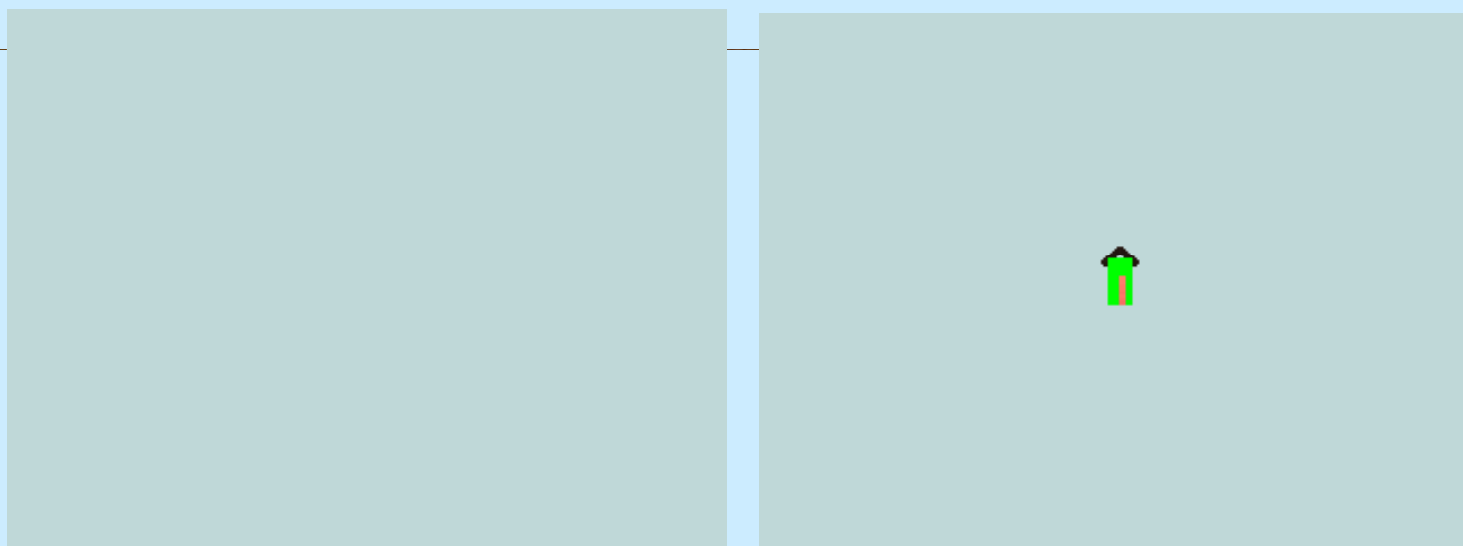


## پرواز درکناریا بسوی یک خانه با سرعت 50 درصد سرعت نور





## پرواز درکنار ویابسوی یک خانه با سرعت 90%/99% سرعت نور





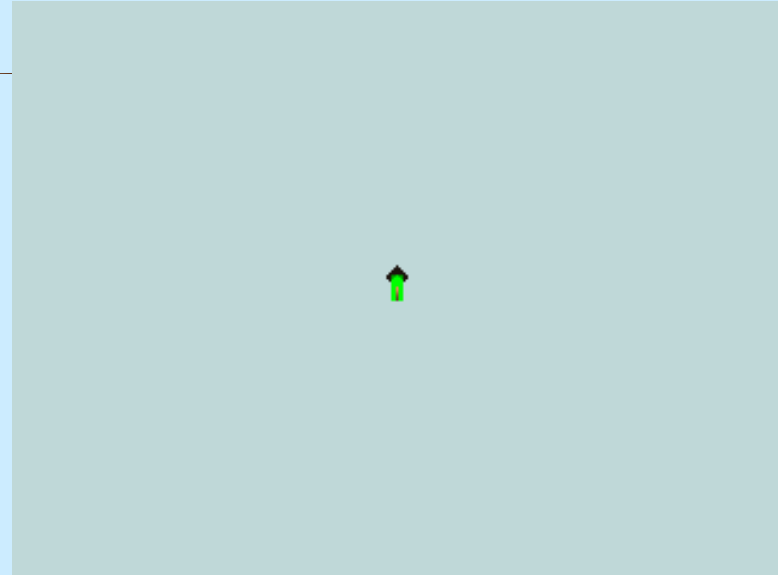


## پرواز بسوی یک خانه با سرعت 99 درصد سرعت نور





پرواز درکناریا بسوی یک خانه با سرعت 99.9% سرعت نور

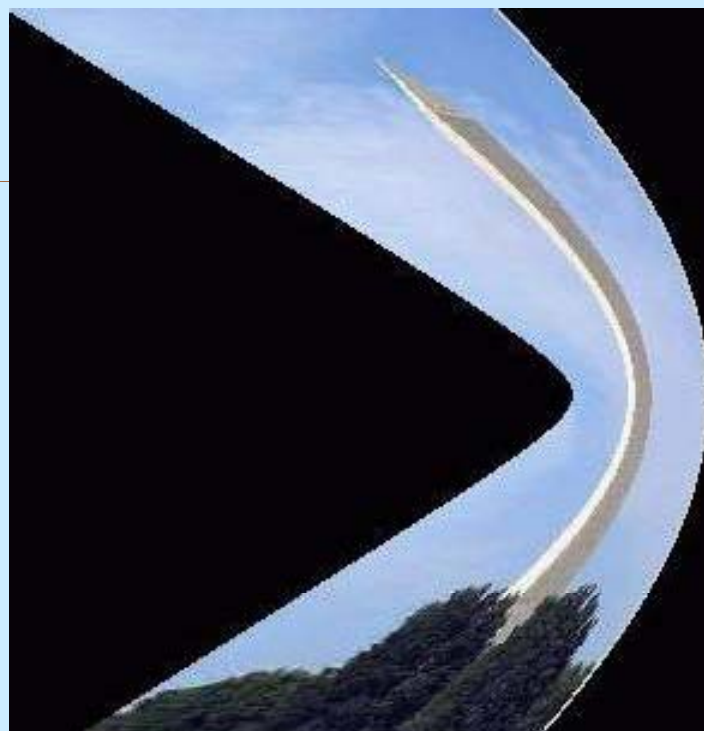




## مشاهده یک ساختمان بلند درواشنگتن با سرعت های نسبی



ایستاده درکنار



پرواز 602 میلیون مایل در ساعت



مثال – از دید ناظر  $O$ ، ذره ای با سرعت  $0.8c$  در امتداد  $30^\circ$  درجه نسبت به محور  $x$  حرکت می کند. سرعت ذره ادید ناظر دوم  $O'$  که با سرعت  $0.6c$  در امتداد محور مشترک  $x-x'$  حرکت می کند چقدر است؟





پاسخ :

$$u_y = (0.8c) \sin 30 = 0.4c$$

$$u_x = (0.8c) \cos 30 = 0.693c$$

$$u'_x = \frac{u_x - v}{1 - \frac{v}{c^2} u_x} = \frac{0.693c - (-0.6c)}{1 - \frac{(-0.6c)}{c^2} (0.693c)} = 0.913c$$

$$u'_y = \frac{u_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 - \frac{v}{c^2} u_x} = \frac{(0.4c) \sqrt{1 - (0.6)^2}}{1 - \frac{(-0.6c)}{c^2}} = 0.226c$$

$$u' = \sqrt{u'^2_x + u'^2_y} = \sqrt{(0.913c)^2 + (0.226c)^2} = 0.931c$$

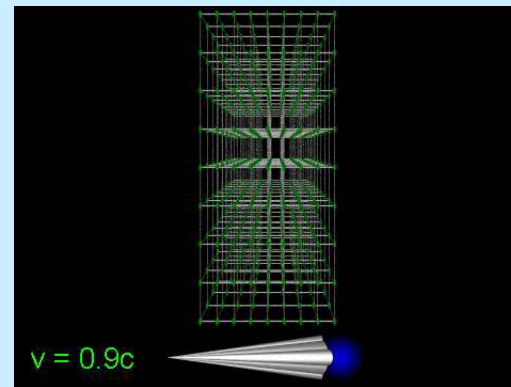
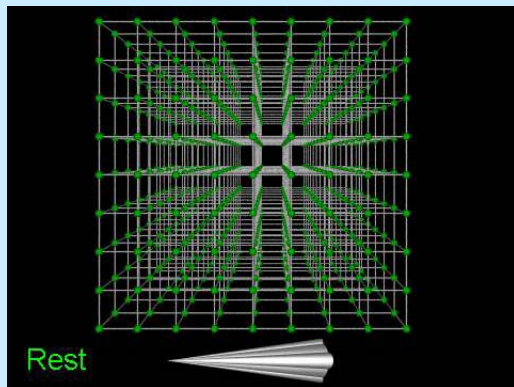
$$\tan \varphi' = \frac{u'_y}{u'_x} = \frac{0.226c}{0.913c} = 0.248 \Rightarrow \varphi' = 13.9^\circ$$



## چند نتیجه از معادلات لورنتس :

۱- طول یک جسم وقتی که نسبت به ناظر ساکن باشد بیشترین مقدار را دارد و وقتی با سرعت  $v$  نسبت به ناظر حرکت می کند طول اندازه گیری شده آن در جهت حرکتش با عامل  $\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$  منقبض می شود. در صورتی که ابعاد در جهت عمود بر آن بدون تغییر می ماند

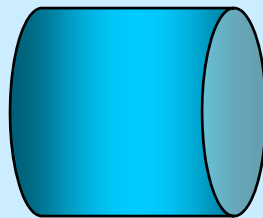
۲- یک ساعت وقتی نسبت به ناظر ساکن است تندتر از همیشه کار می کند و وقتی با سرعت  $v$  نسبت به ناظر حرکت می کند آهنگ کار آن با عامل  $\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$  کند می شود.



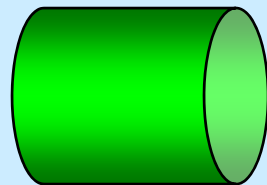


## بعد عرضی تغییر نمی کند!

- انقباض لورنتس فقط در جهت عرضی؛ یعنی در امتداد حرکت ، صورت می گیرد .
- اندازه عرضی تغییر نمی کند!
- به شکل زیر توجه کنید:



$$v = 0$$



خیلی زیاد  $v =$





## همزمانی رویدادها در صفحه قائم:

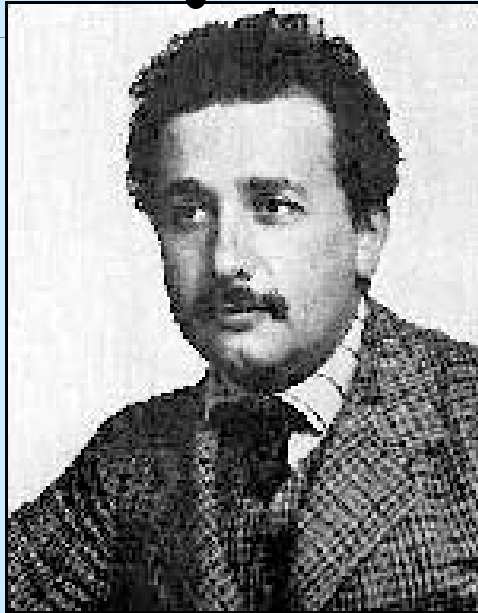
- رویدادهایی که روی لبه استوانه سبز همزمان هستند روی لبه استوانه آبی نیز همزمان هستند.
- به علت تقارن ، هیچ جهت ارجحی در فضا وجود ندارد و فضا ایزوتروپیک است .
- عدم انقباض لورنتس در بعد عرضی با همزمانی رویدادها در بعد عرضی همبسته است همانگونه که انقباض طولی با همزمانی نسبیتی همبسته است.





آزمایشات ذهنی

## Gedanken آزمایشات ذهنی :



انشتین جوان

برای تست نظریه های انشتین به سرعت های بسیار زیاد که فعلا دسترسی به آنها ممکن نیست از آزمایشات ذهنی که انشتین آنرا

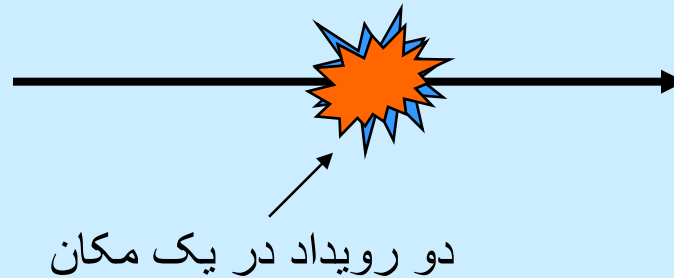
**Gedanken**

می نامید استفاده می شود.



## زمان ویژه

- برای اندازه گیری زمان بهتر است از زمان ویژه استفاده کنیم .
- زمان ویژه  $T_0$ , زمان بین دو پیشامد است که در یک مکان و بوسیله ساعتی که در آن مکان قرار داده شده است اندازه گیری می شود.





## اتساع زمان

- فرض می‌کنیم که زمان دو انفجار در دستگاه متحرک  $K'$  برابر با  $t'_1$  و  $t'_2$  اندازه‌گیری شده باشد در این صورت طبق تبدیل لورنتس:

$$T' = t'_2 - t'_1 = \frac{(t_2 - t_1) - (v/c^2)(x_2 - x_1)}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

$$x'_1 \neq x'_2$$

در دستگاه در حال سکون  $K$ ،  $x_2 - x_1 = 0$  بازه زمانی بین این دو رویداد  
است لذا:  $T_0 = t_2 - t_1$

$$T' = \frac{T_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

زمان ویژه



## اتساع زمان

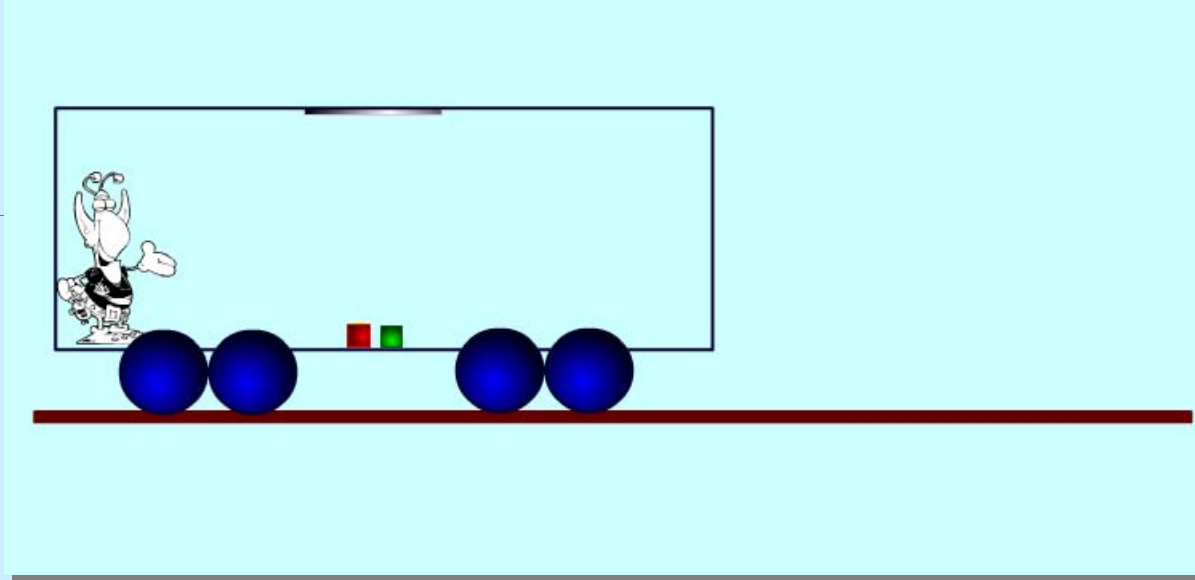
- زمان اندازه گیری شده بین دورویداد در مکان های مختلف بزرگتر از زمان بین همین دورویداد که در یک مکان روی دهند است. این را اتساع زمان گویند.
- اندازه گیری در دستگاه ساکن به یک ساعت و دستگاه متحرک به دو ساعت نیاز دارد.





## آزمایش ساده ای بانور: اتساع زمان

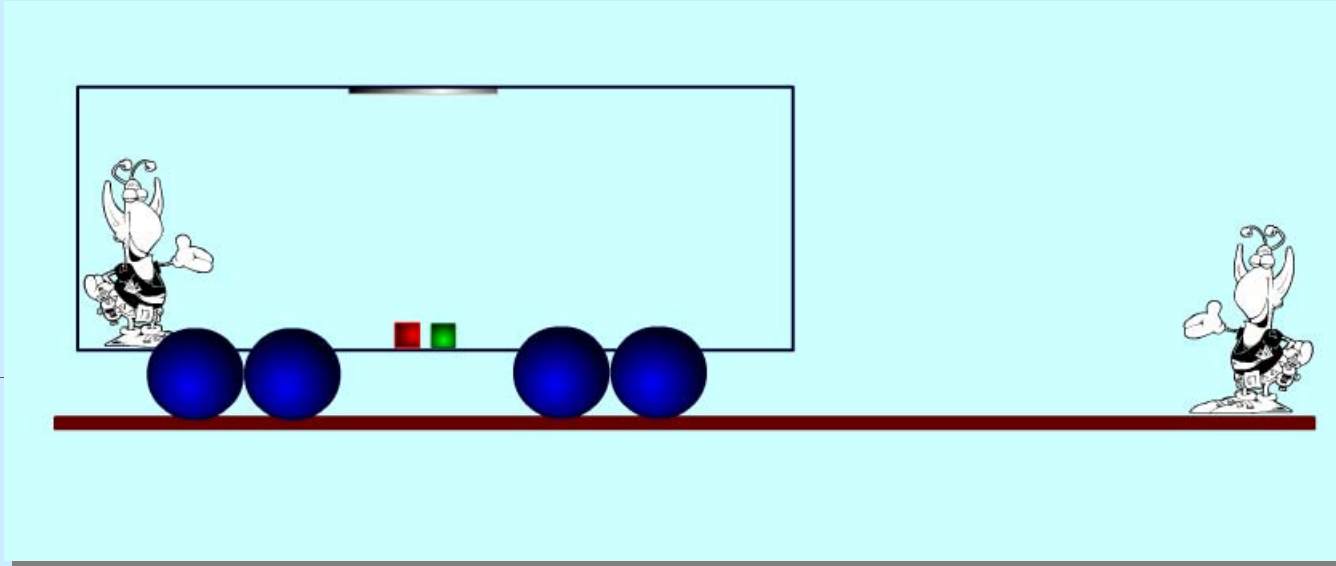
از دید ناظر روی دستگاه متحرک ( قطار):



تپ نوری از کف قطار نشر یافته و بعد از رسیدن به سقف قطار منعکس می شود.

زمان رفت و برگشت نور  $t'$ ، که بوسیله ناظر روی قطار اندازه گیری شده است .

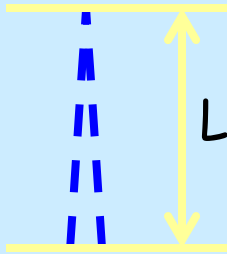
## از دید ناظر روی زمین :



زمان اندازه گیری شده رفت و برگشت نور  $t$ , بوسیله ناظر ساکن روی زمین



## هندسه این مسئله:



ناظر در چارچوب متحرک:

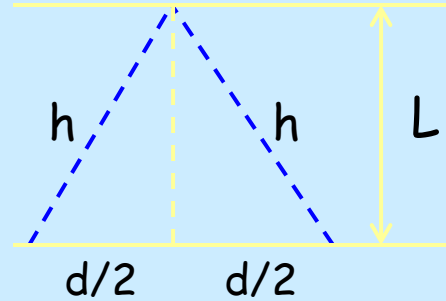
$$t' = \frac{2L}{c}$$

$$d = vt, \quad v = \text{سرعت چارچوب متحرک}$$

$$h^2 = \left(\frac{1}{2}d\right)^2 + L^2$$

$$\left(\frac{ct}{2}\right)^2 = \left(\frac{vt}{2}\right)^2 + \left(\frac{ct'}{2}\right)^2$$

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



از نظر ناظر ساکن:

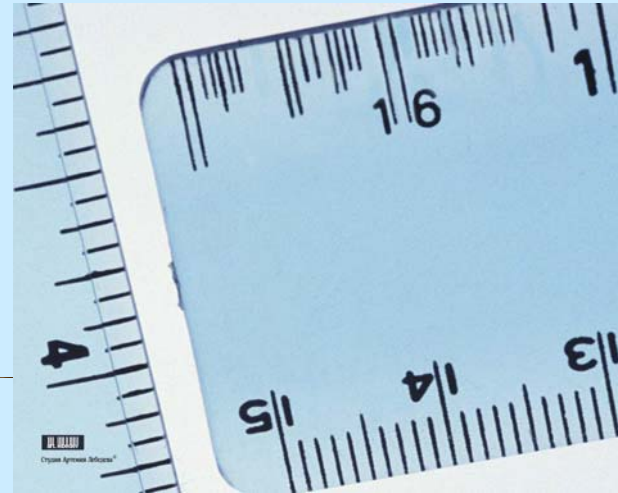
$$t = \frac{2h}{c}$$

اتساع زمان:



## طول ویژه:

هرگاه دو انتهای یک جسم را که در یک چارچوب در حال سکون است اندازه گیری شود آنرا طول ویژه می گویند.



طول ویژه بزرگترین طول است ناظرین متحرک طول جسم را کوتاهتر می بینند





## انقباض طول:

- در چارچوب ساکن  $K$ , طول ویژه جسم برابر است با:

$$L_0 = x_r - x_\ell$$

- با اندازه گیری همزمان ( $t'_\ell = t'_r$ ) دو انتهای جسم ( $x'_\ell$  و  $x'_r$ ) در دستگاه متحرک با استفاده از تبدیل لورنتس می توان نوشت:

$$L_0 = x_r - x_\ell = \frac{(x'_r - x'_\ell) + v(t'_r - t'_\ell)}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}} = \frac{L'}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}} = \gamma L'$$

طول جسم در چارچوب متحرک:  $L' = x'_r - x'_\ell$

$$L' = L_0 / \gamma = L_0 \sqrt{1 - v^2 / c^2}$$

اجسام متحرک کوتاهتر بنظر می رسند.



## جمع نسبیتی سرعت ها:

اگر قطاری با سرعت  $v$  نسبت به زمین و مسافری در قطار با سرعت  $u'$  نسبت به آن حرکت کند سرعت مسافر نسبت به زمین برابر است با ( از نظر فیزیک کلاسیک):

$$u = u' + v$$

مکان شخص نسبت به قطار  $x' = u't'$  و مکان او نسبت به زمین  $x = ut$  است. از نظر نسبیت با استفاده از معادلات لورنتس می توان چنین نوشت:

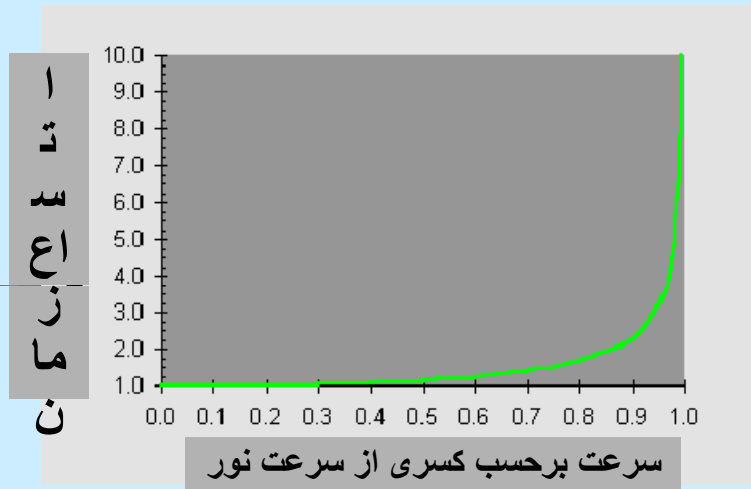
$$x = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = u't' \quad , \quad t' = \frac{t - (\frac{v}{c^2})x}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\Rightarrow x - vt = u' \left( t - \frac{v}{c^2} x \right)$$

$$x = \frac{(u' + v)t}{1 + \frac{u'v}{c^2}} \quad \Rightarrow \quad \boxed{u = \frac{u' + v}{1 + \frac{u'v}{c^2}}}$$



## مثال اتساع زمان



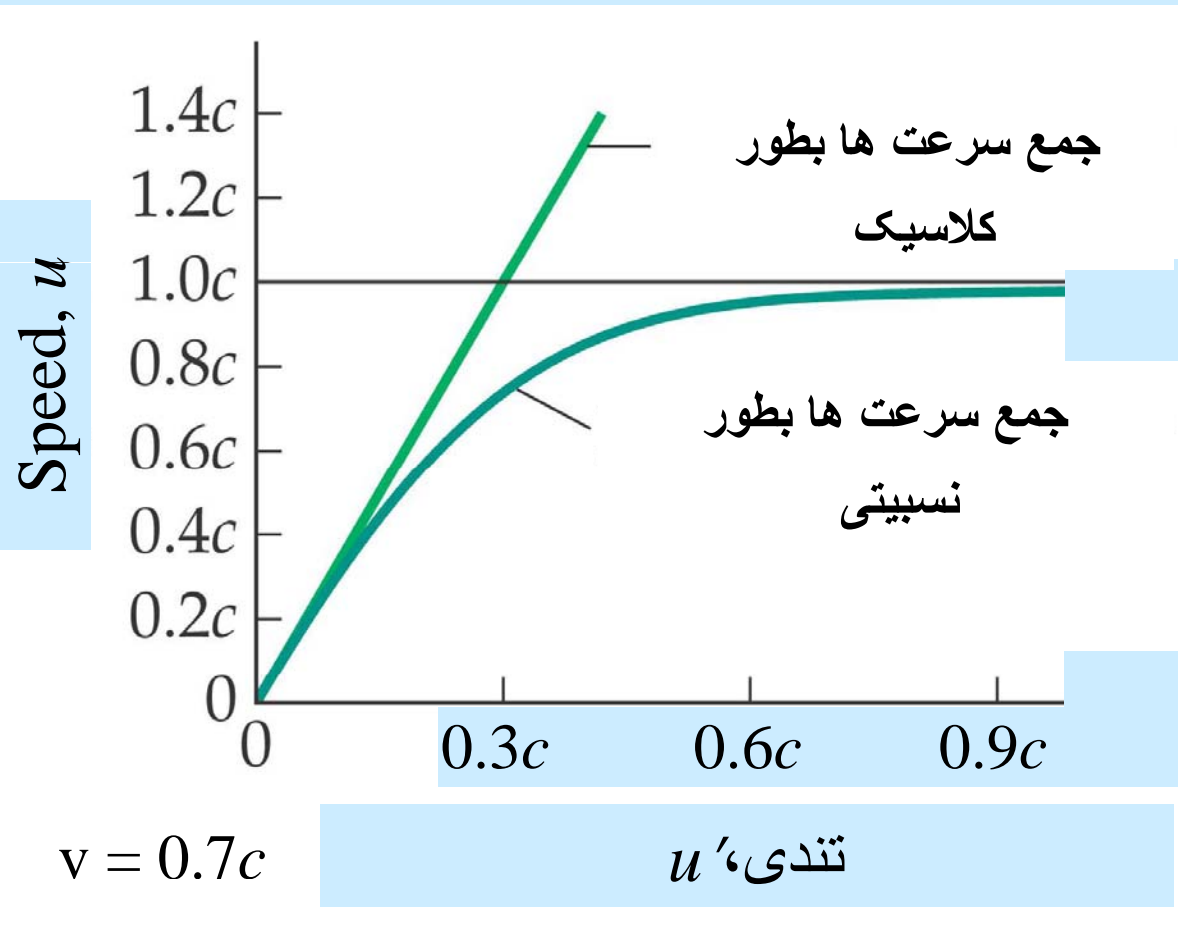
$$t = \frac{t'}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}}$$

فضانوردی زمین را با سرعت  $0.95c$  به طرف یک سیاره در فاصله 4 سال نوری از زمین ترک می کند. از نظر ناظر زمینی این مسافت  $42/8$  سال طول می کشد ولی چارچوب فضانورد این مدت فقط  $7/2$  سال است

$$t' = 8.42 \times \sqrt{1 - (0.95c)^2 / c^2} = 8.42 \times \sqrt{1 - 0.9} = 2.7 \text{ years}$$



## منحنی جمع نسبیتی سرعت ها:





## مثال : جمع سرعت ها

حتی اگر یکی از سرعت ها ی درگیر در مسئله سرعت نور باشد جمع سرعت ها را باید بطور نسبیتهی انجام داد.

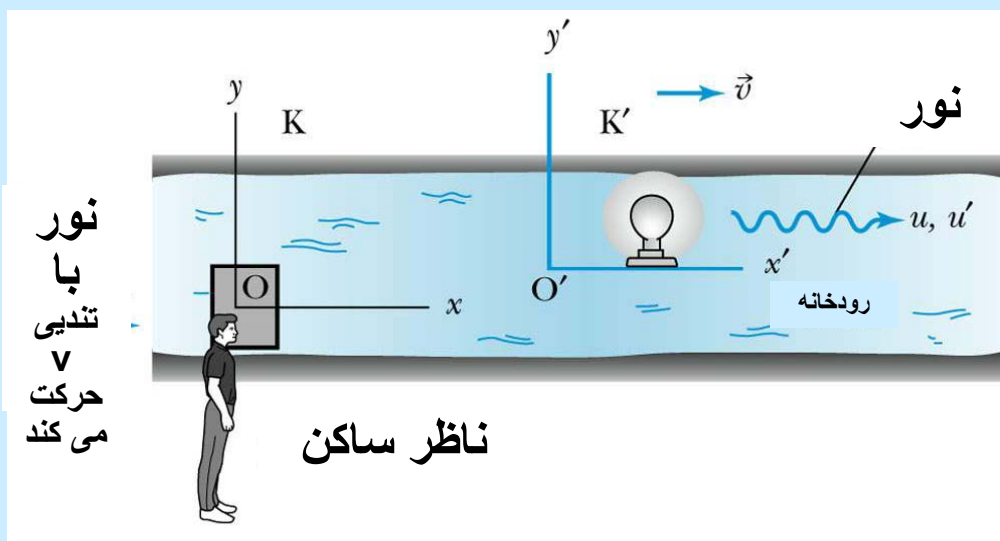
در آزمایشگاه سرن ذرات  $(\pi^0)$  با سرعت  $c$ ,  $99.975\%$  حرکت می کنند و پرتوهای  $\gamma$  در جهت های خلاف نشر می کنند. پرتوهای  $\gamma$  از جنس نور هستند و در چارچوب مرجع پایون با سرعت نور حرکت می کنند. سرعت این پرتوها در چارچوب مرجع در حال سکون ما چقدر است؟ (بطور کلاسیک  $0$  و  $2c$  است)

سرعت های موازی:

$$u_x = \frac{u'_x + v}{1 + u'_x v / c^2} = \frac{c + v}{1 + cv / c^2} = \frac{c + v}{1 + v/c} = \frac{c + v}{(1/c)(c + v)} = c$$

سرعت های پادموازی:

$$u_x = \frac{u'_x + v}{1 + u'_x v / c^2} = \frac{c - v}{1 - cv / c^2} = \frac{c - v}{1 - v/c} = \frac{c - v}{(1/c)(c - v)} = c$$



## “کشش اتری”

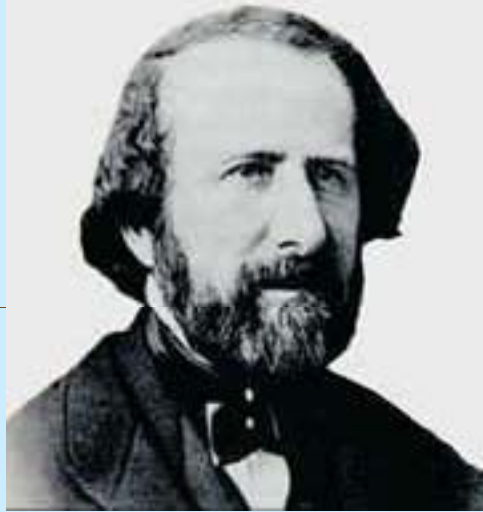
در سال 1851، فیزو میزان کندشدن نور هنگام انتشار در مایعات را اندازه گرفت و بطور تجربی رابطه زیر را یافت:

$$u = c/n + \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)v$$

این پدیده بنام “کشش اتری” ملاکی برای مفهوم اتر در نظر گرفته شد.



آرماند فیزو  
(1819 - 1896)



## “کشش اتری”

فرض کنید که  $K'$  چارچوب آب که با سرعت  $v$  حرکت می کند باشد. تبدی نور را در محیط  $(u, u')$  در رابطه جمع سرعت ها در نظر می گیریم:.

در چارچوب آب در حال حرکت  $u' = c/n$  است.

$$u = \frac{u' + v}{1 + u'v/c^2} = \frac{c/n + v}{1 + (c/n)v/c^2} = \left(\frac{c}{n}\right) \frac{1 + nv/c}{1 + v/nc}$$

$$\approx \left(\frac{c}{n}\right) (1 + nv/c)(1 - v/nc) \approx \left(\frac{c}{n}\right) (1 + nv/c - v/nc) = \frac{c}{n} + v - \frac{v}{n^2}$$

$$= \frac{c}{n} + \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)v$$

و این همان رابطه ای است که فیزو بدست آورد.



کریستین آندره دوپلر (1803-1853)

## پدیده دوپلر

در پدیده دوپلر برای صوت وقتی منبع به ناظر نزدیک میشود بسامد آن زیاد و وقتی دور می شود بسامد آن کم می شود.

همین پدیده وقتی چشمه صوت ساکن و گیرنده صوت متحرک باشد و به چشمه نزدیک یا دور شود روی میدهد.

فورمول های مربوطه بستگی به آن دارد که چشمه و یا گیرنده کدام متحرک باشند.

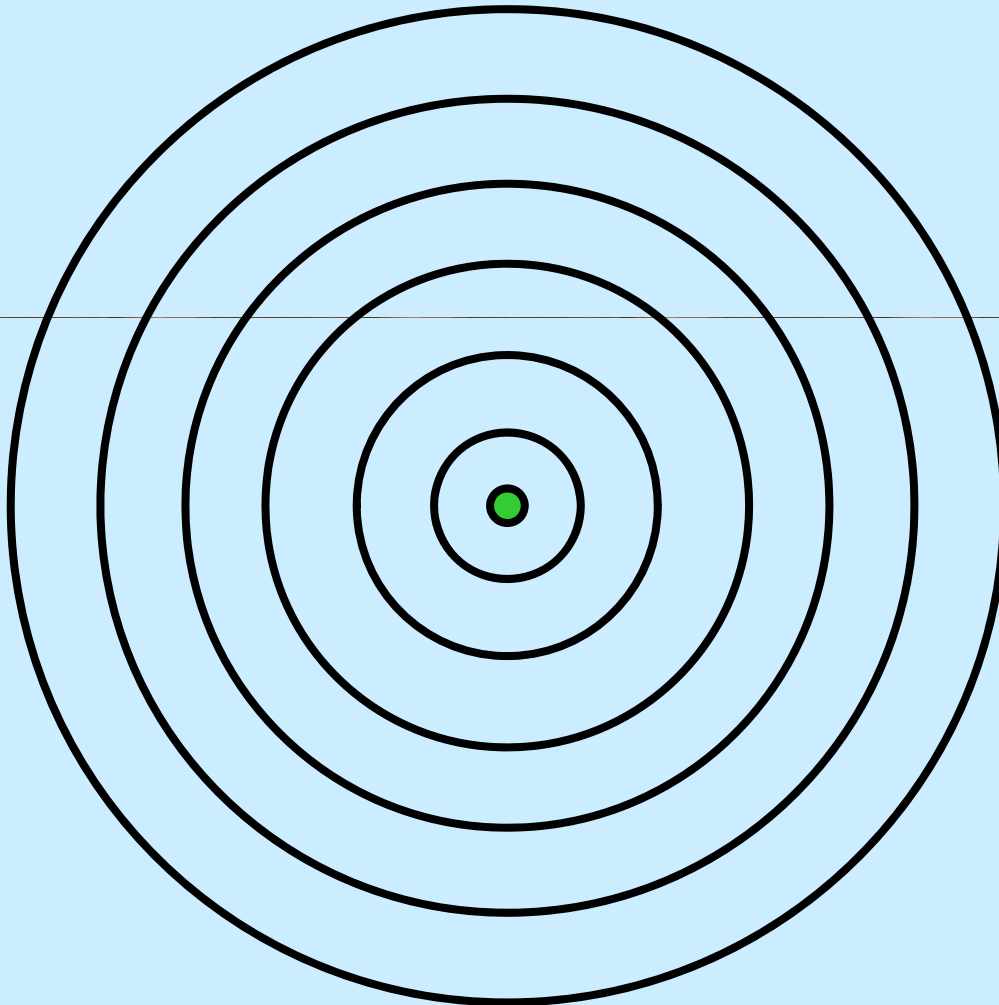
اثر دوپلر اصل نسبیت را نقض می کند زیرا در واقع چارچوب خاصی برای امواج صوت وجود دارد.

امواج صوت بستگی به محیطی مانند هوا و آب و ... برای انتشار دارند که نور چنین خاصیتی ندارد.





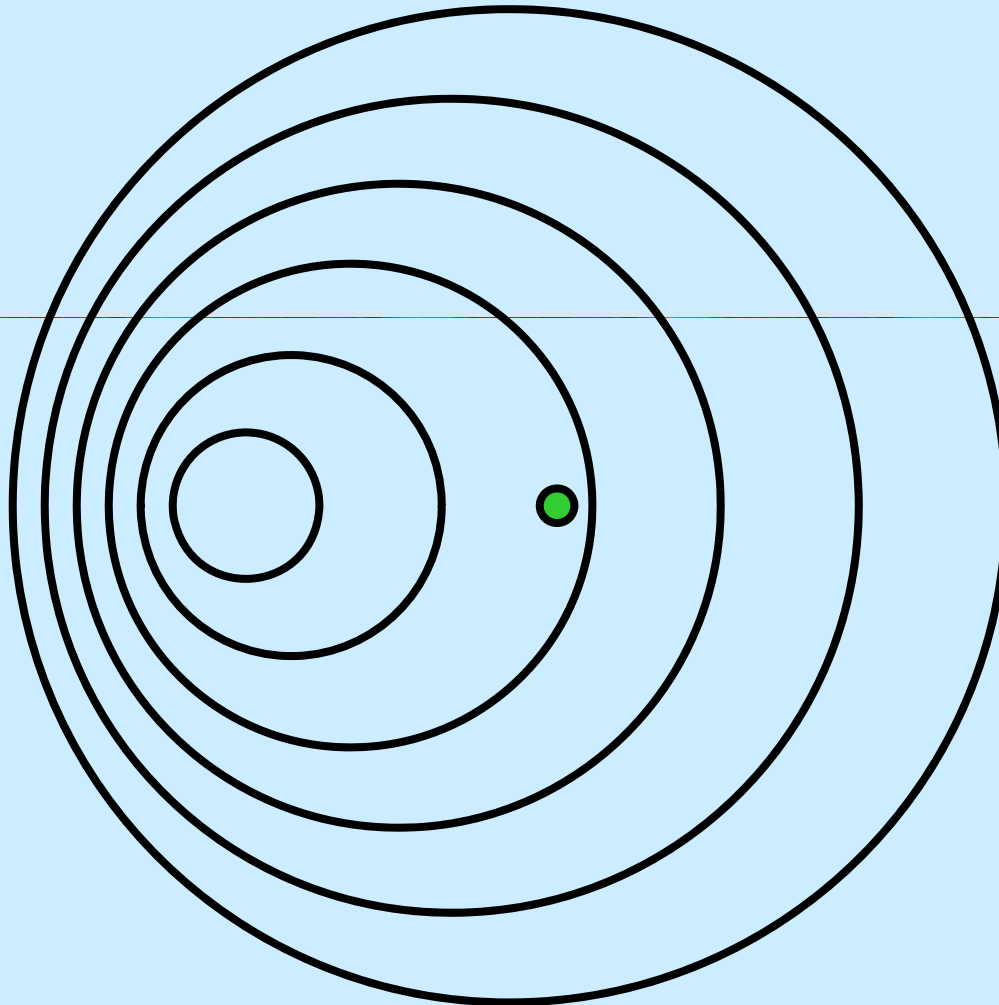
## امواج یک منبع ساکن



گیرنده های ساکن  
همه جا بسامد و طول  
موج صوت را  
یکسان می یابند.



## پدیده دوپلر را بخاطر بیاورید

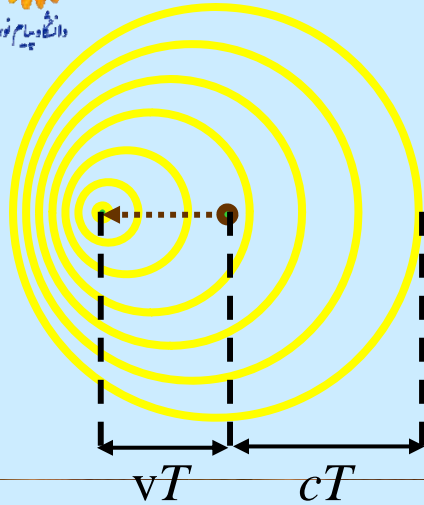


بسامد چشمه  
دور شونده به سوی  
نور نور قرمز و  
چشمه نزدیک شوند  
به سور نور آبی  
انتقال پیدا می کند .

بسامد چشمه عبوری  
ابتدا بسوی آبی و  
سپس قرمز انتقال  
می یابد



## پدیده دوپلر نسبیتی



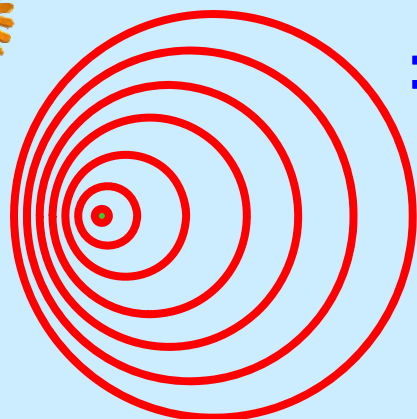
● اگر وارد مرز نسبیت شویم چه اتفاقی می افتد؟

● چشمه نور، یک ستاره، در دستگاه  $K'$  از گیرنده (مثلا یک منجم) در دستگاه  $K$  با سرعت نسبی  $v$  دور می شود.

فرض کنید که در چارچوب ناظر چشمه  $N$  موج را در بازه زمانی  $T$  نشر کند ( $T_0'$  در چارچوب چشمه).

چون سرعت نور همواره ثابت است و چشمه با سرعت  $v$  حرکت می کند طول قطار موج در بازه زمانی  $T$  در چارچوب ناظر برابر است با:

$$\text{طول قطار موج} = cT + vT$$



## پدیده دوپلر نسبیتی:

• طول موج برابر است با:

$$\lambda = \frac{cT + vT}{N}$$

و بسامد آن برابر است با:

$$\nu = \frac{cN}{cT + vT}$$

چارچوب چشمه  
زمان ویژه است

• در چارچوب چشمه:  $N = \nu_0 T'_0$  و  $T'_0 = T / \gamma$

بنابراین:

$$\nu = \frac{c[\nu_0(T/\gamma)]}{cT + vT} = \frac{1}{1 + v/c} \frac{\nu_0}{\gamma} = \frac{\sqrt{1 - v^2/c^2}}{1 + v/c} \nu_0$$

$$= \frac{\sqrt{(1 - v/c)(1 + v/c)}}{\sqrt{(1 + v/c)(1 + v/c)}} \nu_0 \rightarrow \nu = \sqrt{\frac{1 - v/c}{1 + v/c}} \nu_0$$

• علامت + برای  $v/c$  وقتی چشمه و گیرنده از هم دور می شوند و علامت - وقتی به هم نزدیک می شوند.

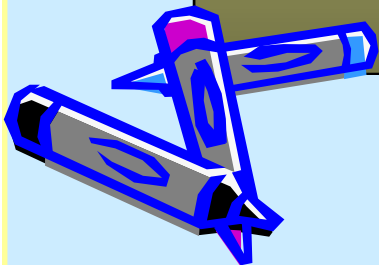


مثال - معادله دوپلر را وقتی چشمه و ناظر از هم دور می شوند تاجمله های مرتبه اول بر حسب  $v/c$  محاسبه کنید:

$$v = v_0 \sqrt{\frac{1 - \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c}}} \times \sqrt{\frac{1 + \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c}}} = v_0 \frac{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c}} = v_0 \frac{c}{c + v}$$

$$v = v_0 \frac{c}{c + v}$$

که همان عبارت کلاسیک اثر دوپلر هنگامی است که گیرنده نسبت به محیط ساکن باشد.

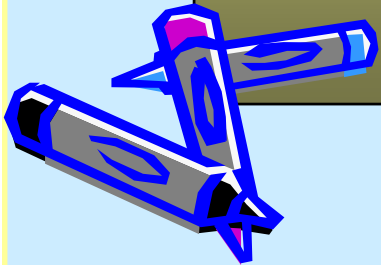




مثال-فرض کنید که جابهجایی دوپلر درخط  $D_2$  سدیم (5890 انگسترم) وقتی نور حاصل از یک ستاره دور دست را مشاهده می کنیم برابر با  $100A$  باشد سرعت دور شدن ستاره را تعیین کنید.

$$5990 A^\circ = (5890 A) \sqrt{\frac{1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c}}}, \quad \lambda = \lambda_0 \sqrt{\frac{1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c}}}$$

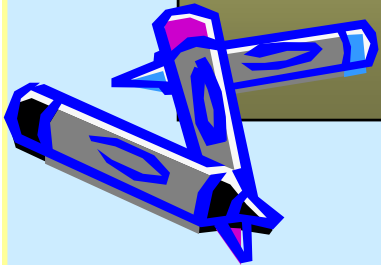
$$v = 0.017c$$





مثال-مردی در یک سفینه فضایی که با سرعت  $0.6c$  از یک سکوی فضایی دور میشود نوری به طول موج  $5000$  آنگسترم به طرف سکوی می فرستد بسامد نور از دید ناظر واقع بر سکوی چقدر است ؟

$$\nu = \nu_0 \sqrt{\frac{1 - \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c}}} = \frac{3 \times 10^8 \text{ m/s}}{5 \times 10^{-7} \text{ m}} \sqrt{\frac{1 - 0.6}{1 + 0.6}} = 3 \times 10^{14} \text{ Hz}$$





## مثال :

سرعت دو الکترون A و B به ترتیب  $0.9c$  و  $0.8c$  است. سرعت نسبی آنها:

(الف) وقتی هر دو در یک جهت حرکت کنند.

(ب) وقتی در جهت-های مخالف در حرکت باشند را پیدا کنید.

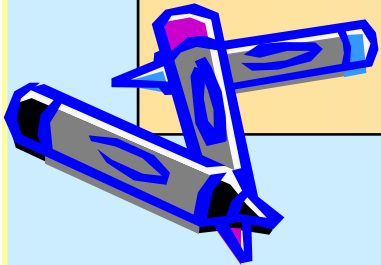
حل:

$$v = \frac{v_A - v_B}{1 - \frac{v_A v_B}{c^2}}$$

$$v_{AB} = \frac{0.9c - 0.8c}{1 - \frac{(0.9c)(0.8c)}{c^2}} = 0.36c \quad \text{(الف)}$$

$$v_{AB} = \frac{0.9c - 0.8c}{1 + \frac{(0.9c)(0.8c)}{c^2}} = 0.99c \quad \text{(ب)}$$

اگر از رابطه کلاسیکی برای محاسبه سرعت نسبی استفاده کنیم، به ترتیب جوابهای  $0.1c$  و  $0.7c$  را برای «الف» و «ب» به دست خواهیم آورد.







مثال: موشک های **A** و **B** به ترتیب با سرعت  $0.8c$  نسبت به زمین به طرف راست و با سرعت  $0.6c$  نسبت به زمین به طرف چپ حرکت می کنند. سرعت موشک **A** از دید ناظر ساکن نسبت به موشک **B** چقدر است

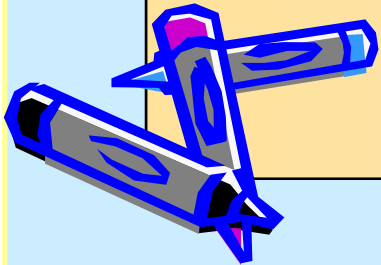
جواب:

فرض می کنید که ناظر های  $O$  و  $O'$  و ذره به ترتیب نسبت به زمین ، موشک **B** و موشک **A** ساکن هستند. در این صورت داریم.

$O'$

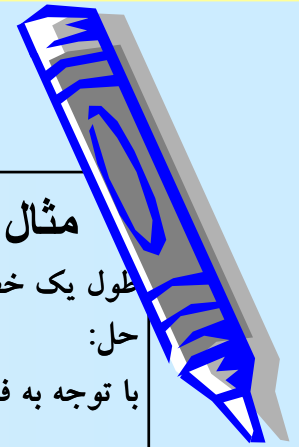
$$U_x = \frac{U_x - V}{1 - \frac{V}{c^2} U_x} = \frac{0.8c - (-0.6c)}{1 - \frac{(-0.6c)(0.8c)}{c^2}}$$

$$U_x = 0.946c$$





دانشگاه پیام نور



مثال :

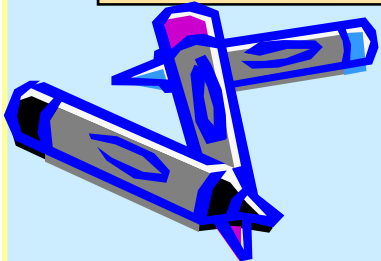
طول یک خط کش یک متری را که در راستای طول خود با سرعت  $2.7 \times 10^8 \text{ m/s}$  حرکت می کند، بدست آورید.

حل:

با توجه به فرمول نسبیت انقباض طول

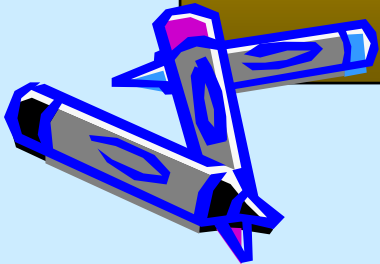
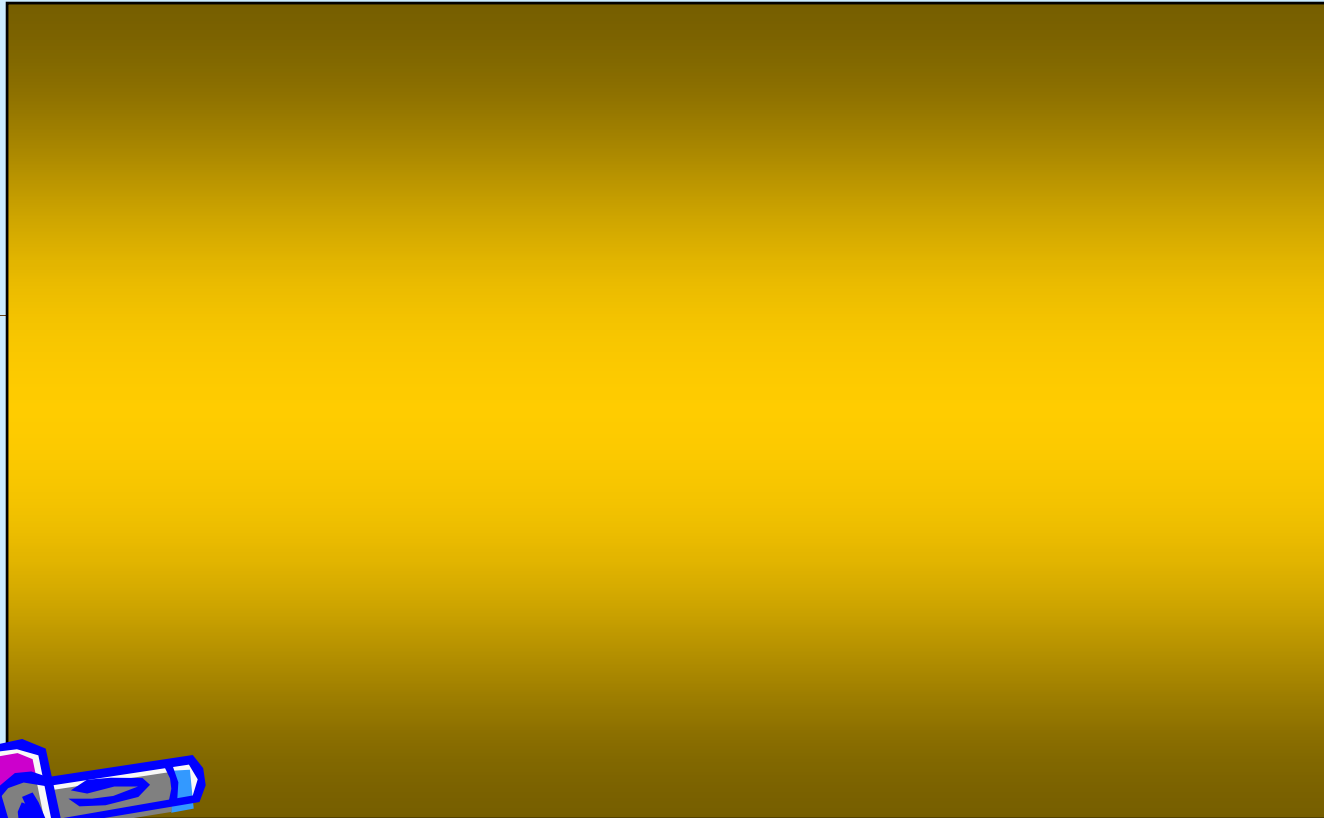
$$L = L_0 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

$$L = 1 \sqrt{1 - \frac{(2.7 \times 10^8)^2}{(3 \times 10^8)^2}} = 0.44 \text{ m}$$





مثال: ستاره ای با سرعت  $5 \times 10^3 c$  از زمین دور می شود. جابجایی طول موج برای خط  $D_2$  سدیم (5890 Å) چقدر است





**مثال:** سرعت نور در آب برابر با  $c/n$  که در آن  $n$  ضریب شکست آب تقریباً برابر با  $n=4/3$  . فیزو در سال 1851 پی برد که سرعت نور در آب را که خود نسبت به چارچوب آزمایشگاه با سرعت  $v$  حرکت می کند می توان به صورت زیر بیان کرد:

$$u = \frac{c}{n} + kv$$

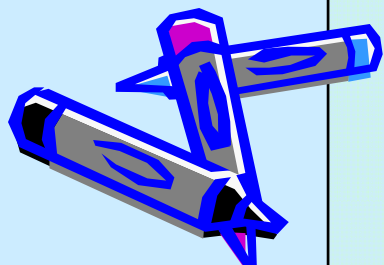
$$u'_x = \frac{c}{n}$$

$$u_x = \frac{u'_x + v}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x} = \frac{\frac{c}{n} + v}{1 + \frac{v}{c^2} \frac{c}{n}} = \left(\frac{c}{n} + v\right) \left(1 + \frac{v}{nc}\right)^{-1}$$

$$\left(1 + \frac{v}{nc}\right)^{-1} \approx 1 - \frac{v}{nc}$$

$$u_x \approx \left(\frac{c}{n} + v\right) \left(1 - \frac{v}{nc}\right) \approx \frac{c}{n} + \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)v$$

$$k \approx 1 - \frac{1}{n^2} = 1 - \frac{1}{\left(\frac{4}{3}\right)^2} = 0.438$$



## فصل ۳

# دینامیک نسبیتی

مکانیک و نسبیت

ضرورت تعریف مجدد اندازه حرکت

اندازه حرکت نسبیتی

قانون نسبیتی نیرو و دینامیک یک ذره

هم ارزی جرم و انرژی

خواص تبدیلی اندازه حرکت ، انرژی ، جرم  
و نیرو



## مکانیک و نسبیت

### اشکالات مکانیک کلاسیک:

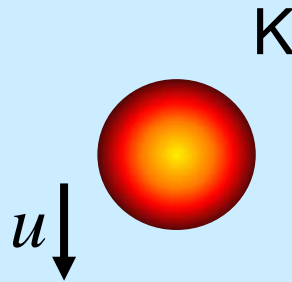
- قوانین مکانیک کلاسیک تحت تبدیلات لورنتس ناوردا نیست و فقط تحت تبدیلات گالیه ناوردا است.
- نیروهای کنش از دور مجازند.
- حدی برای سرعت وجود ندارد.
- نیروهای کنش و واکنش برابرند.

**قوانین مکانیک کلاسیک را چگونه تغییر دهیم  
که با نسبیت سازگار باشد؟**



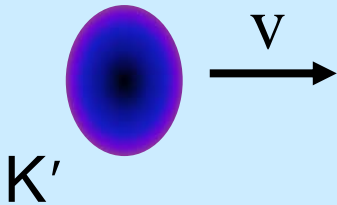
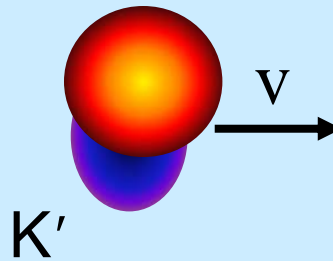
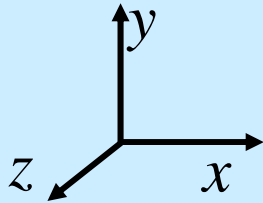
## تکانه نسبیته :

- علی در دستگاه  $K$  در حال سکون است و توپی به جرم  $m$  را در جهت  $-y$  پرتاب می کند. مهدی (در چارچوب متحرک) توپی را در دستگاه  $K'$  که در جهت  $x$  با سرعت  $v$  نسبت به دستگاه  $K$  حرکت می اندازد..



- چون فیزیکدانان عقیده دارند که پایستگی تکانه خطی یک اصل بنیادی در فیزیک است ابتدا مسئله برخورد بدون حضور نیروهای خارجی را بررسی می کنیم

$$dP/dt = F_{ext} = 0$$





$$u_x = \frac{u'_x + v}{1 + u'_x v/c^2}$$

$$u_y = \frac{u'_y}{\gamma(1 + u'_x v/c^2)}$$

## تکانه نسبیتی :

● طبق تعریف کلاسیک تکانه ، تکانه توپی که علی می اندازد در جهت محور  $y$  است. تغییر

●  $p_{Fy} = -m u$

تکانه در این جهت از نظر او برابر است با :

$$\Delta p_{Fy} = 2 m u$$

مهدی سرعت اولیه توپ خود را اینگونه اندازه می گیرد:

$$u'_{Mx} = 0 \text{ و } u'_{My} = u.$$

$$u_{Mx} = v$$

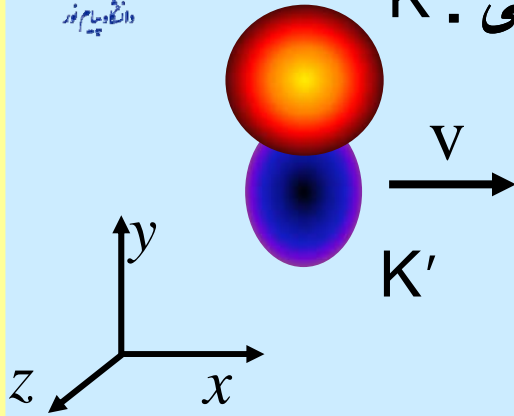
$$u_{My} = \frac{u}{\gamma} = u \sqrt{1 - v^2 / c^2}$$

- برای تعیین سرعت توپ مهدی آنگونه که بوسیله علی اندازه گیری می شود از معادلات نسبیتی سرعت استفاده می کنیم :





## تکانه نسبیتی : K



- قبل از برخورد ، تکانه توپ مهدی از نظر علی چنین است :  
قبل از برخورد:

$$p_{Mx} = mv$$

$$p_{My} = mu\sqrt{1 - v^2 / c^2} \quad \text{قبل از برخورد:}$$

- برای یک برخورد کاملاً "کشسان تکانه بعداز برخورد برابر است با:

- بعداز برخورد:

$$p_{Mx} = mv$$

- بعداز برخورد:

$$p_{My} = -mu\sqrt{1 - v^2 / c^2}$$

- از نظر علی برابر است با: تغییر تکانه توپ مهدی در جهت

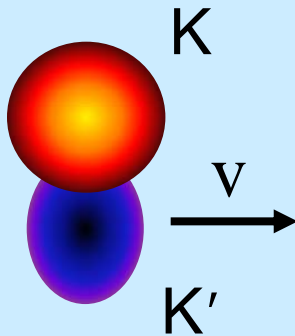
$$\Delta p_{My} = -2mu\sqrt{1 - v^2 / c^2}$$

این تغییر تکانه توپ خودش برابر نیست:

$$\Delta p_{Fy} = 2mu$$



## تکانه نسبیته :



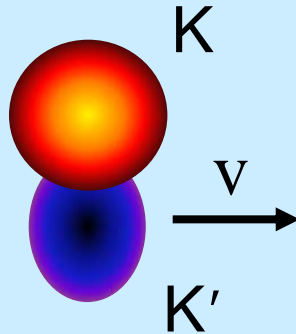
▪ پایستگی تکانه خطی ایجاب می کند که تغییر کل تکانه برخورد یعنی  $\Delta p_F + \Delta p_M$ ، برابر با صفر باشد. درحالیکه می بینید جمع مولفه های  $y$  این تکانه ها صفر نیست.

▪ بنابراین تکانه خطی با استفاده از قراردادهای تکانه در فیزیک کلاسیک پایستار نیست حتی اگر از تبدیلات نسبیتی سرعت استفاده کنیم.

▪ البته مشکلی در جهت  $x$  وجود ندارد بلکه مشکل در جهت  $y$  و راستایی که توپ در آن دستگاه پرتاب می شود یعنی جهت  $y$  وجود دارد.



## تکانه نسبیتی :



- بجای رد قانون پایستگی تکانه خطی بطور کلی ، اصلاحاتی در تعریف آن بعمل می آوریم تا هم قانون پایستگی از نظر نسبیتی برقرار باشد و هم قانون دوم نیوتون نقض نشود.

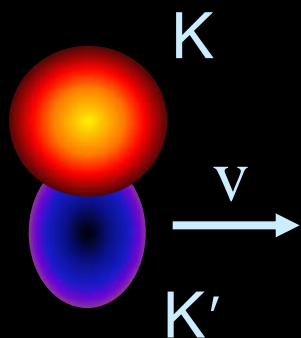
به این منظور یک بازبینی در تعریف جرم بعمل می آوریم و تکانه را چنین تعریف می کنیم :

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

که:

$$\vec{p} = \gamma m \vec{v}$$

توجه : در این فرمول از  $\gamma$  استفاده کرده ایم ولی  $v$ ، در  $\gamma$  سرعت جسم است نه سرعت چارچوب .



آیا این اصلاحات در عمل درست از آب در می آید؟

$$p_{Fy} = -\gamma_F m u = \frac{-m u}{\sqrt{1 - u_F^2 / c^2}} = \frac{-m u}{\sqrt{1 - u^2 / c^2}}$$

موانه  $y$  تکانه اولیه توپ مهدی برابر است با:

$$p_{My} = \gamma_M m u \sqrt{1 - v^2 / c^2} = m u \frac{\sqrt{1 - v^2 / c^2}}{\sqrt{1 - u_M^2 / c^2}}$$

که  $u_M$  تندى توپ مهدى در دستگاه  $K$  است:

$$u_M = \sqrt{u_{Mx}^2 + u_{My}^2} = \sqrt{v^2 + u^2 (1 - v^2 / c^2)}$$

از معادلات جمع نسبیتی سرعت ها:

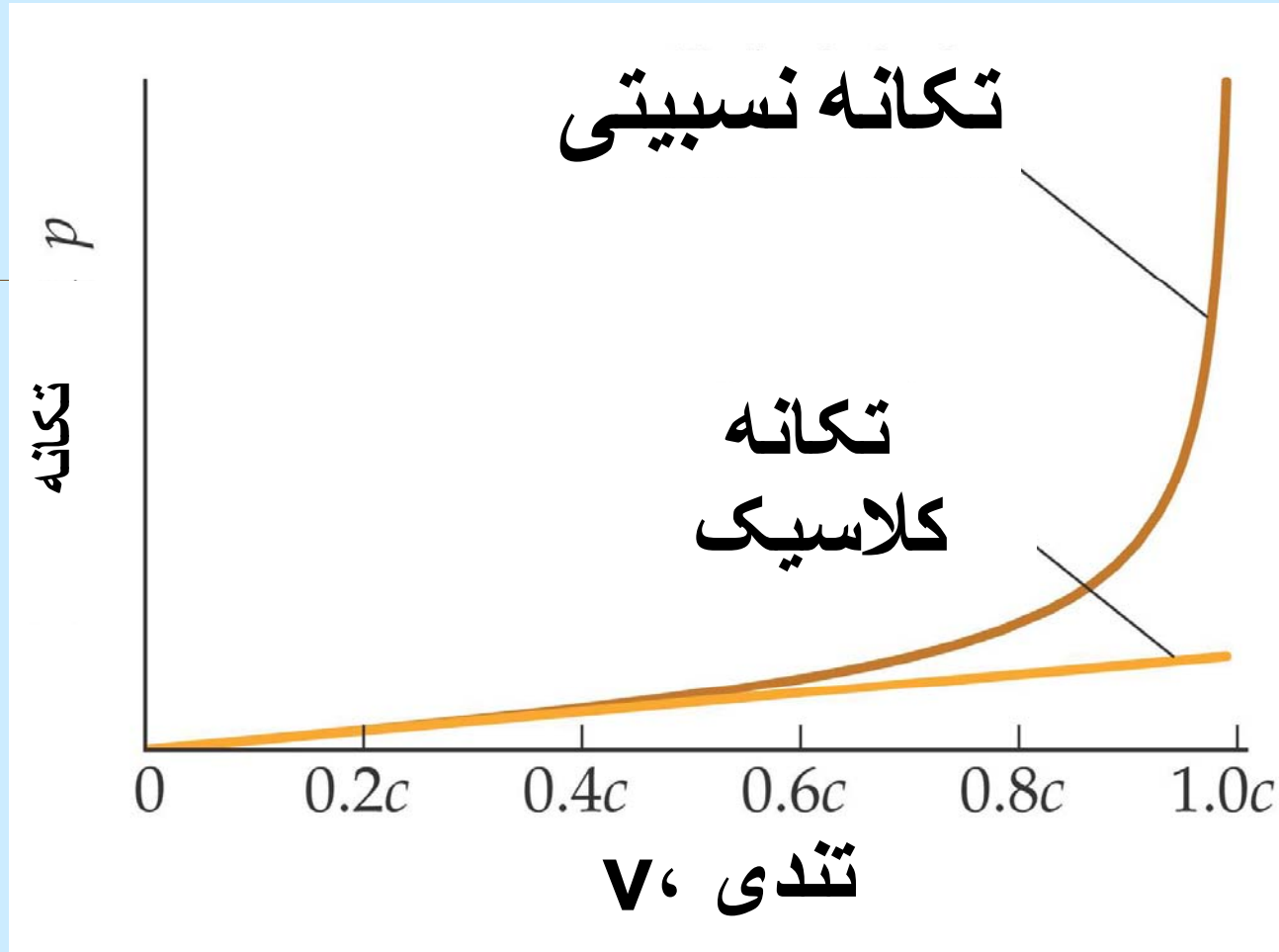
بنابراین:

$$p_{My} = \frac{m u \sqrt{1 - v^2 / c^2}}{\sqrt{1 - [v^2 + u^2 (1 - v^2 / c^2)] / c^2}} \stackrel{\text{بعد از ساده کردن}}{=} \frac{m u}{\sqrt{1 - u^2 / c^2}}$$

که دقیقاً موانه  $y$  تکانه توپ علی را خنثی می کند.



## تکانه نسبیته :





## در سرعت های بالا آیا جرم افزایش می یابد یا تکانه؟

- برخی از فیزیکدانان جرم معمولی نیوتونی را **جرم سکون** نامیده و با  $m_0$  نشان می دهند و در رابطه  $m = \gamma m_0$ ،  $m$  را جرم نسبیتی می نامند. در این صورت جرم در سرعت های بالا افزایش می یابد .

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = m_0 \gamma, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

- بیشتر فیزیکدانان ترجیح می دهند که جرم را بعنوان یک کمیت ناورد حفظ کنند و آنرا خاصیت ذاتی جسم تلقی کنند. در این طرز تلقی واژه جرم انحصارا" به معنای جرم سکون بکار می رود و از جرم نسبیتی صحبت نمی کنند



## تکانه نسبیتی و مولفه های آن:

$$\vec{P} = \frac{m_0 \vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \left\{ \begin{array}{l} \vec{P}_x = \frac{m_0 \vec{v}_x}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \\ \vec{P}_y = \frac{m_0 \vec{v}_y}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \\ \vec{P}_z = \frac{m_0 \vec{v}_z}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \end{array} \right.$$



## انرژی نسبیتی :

• اکنون مفاهیم کاروانرژی را مجدداً تعریف می‌کنیم .

• قانون دوم نیوتون را چنان تعریف می‌کنیم که شامل تعریف جدید ما از تکانه خطی باشد . طبق این تعریف نیرو برابر است با :

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} = \frac{d}{dt}(\gamma m \vec{u}) = \frac{d}{dt} \left( \frac{m \vec{u}}{\sqrt{1 - u^2/c^2}} \right)$$

در این جا مجدداً از  $\gamma$  استفاده کرده ایم ولی توجه می‌کنیم که سرعت  $u$  سرعت جسم است نه چارچوب مرجع.





باز هم مفاهیم کلاسیک را بکار می‌بریم. کار جزیی (دیفرانسیلی) انجام شده برابر است با:

$$dW = F dx = \frac{dp}{dt} dx$$

باتقسیم بر  $dt$ :

$$\frac{dW}{dt} = \frac{dp}{dt} \frac{dx}{dt} = \frac{dp}{dt} v$$

از قاعده زنجیری:

$$\frac{dW}{dv} \frac{dv}{dt} = \frac{dp}{dv} \frac{dv}{dt} v$$

با ساده کردن  $dv/dt$ :

$$\frac{dW}{dv} = \frac{dp}{dv} v \quad \text{or} \quad dW = \frac{dp}{dv} v dv$$

## انرژی نسبیتی:

انرژی جنبشی مساوی با کاری است که باید انجام داد تا سرعت جسم از صفر به  $u$  برسد:

$$K = \int_0^{W_0} dW$$

$$= \int_0^u \frac{dp}{dv} v dv$$



## انرژی نسبیتی :

$$K = \int_0^u \frac{dp}{dv} v dv = p v \Big|_0^u - \int_0^u p dv \quad \text{با انتگرال گیری:}$$

$$= pu - m \int_0^u \frac{v}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}} dv = pu + mc^2 \sqrt{1 - v^2 / c^2} \Big|_0^u$$

با جاگذاری  $p$

زیرا:

$$\frac{d}{dv} \left[ -c^2 \sqrt{1 - v^2 / c^2} \right] = -\frac{1}{2} c^2 \frac{-2v / c^2}{\sqrt{1 - v^2 / c^2}}$$

$$= \left( m \frac{u}{\sqrt{1 - u^2 / c^2}} \right) u + mc^2 \left( \sqrt{1 - u^2 / c^2} - 1 \right)$$

$$= mc^2 \left( \frac{u^2 / c^2}{\sqrt{1 - u^2 / c^2}} + \frac{1 - u^2 / c^2}{\sqrt{1 - u^2 / c^2}} - 1 \right)$$

$$K = mc^2 (\gamma - 1)$$



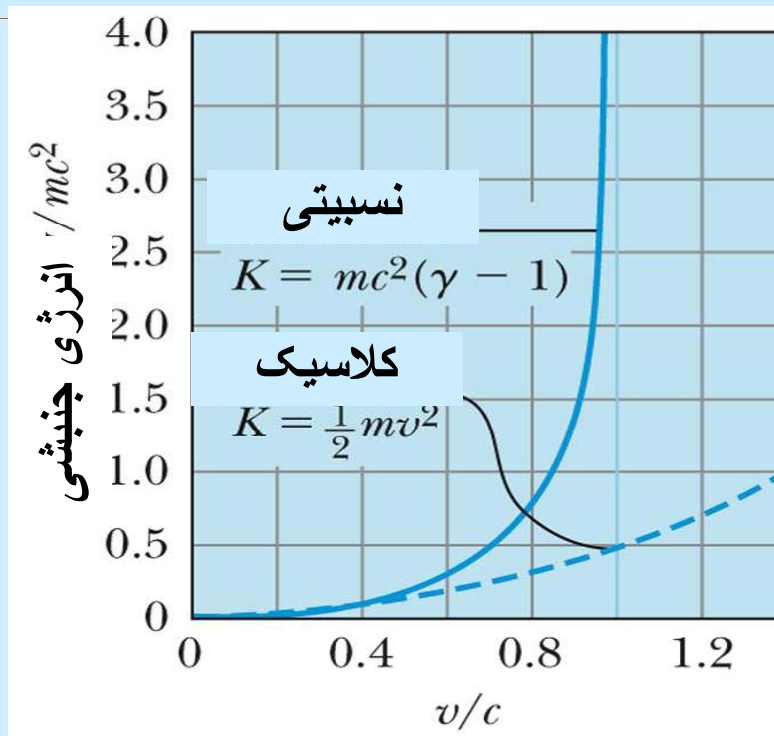
## انرژی نسبیتی

$$K = mc^2 (\gamma - 1)$$

در حالت حدی:  $u = v \ll c$

$$K \approx mc^2 \left[ \left( 1 + \frac{1}{2} v^2 / c^2 \right) - 1 \right] = \frac{1}{2} mv^2$$

نتیجه کلاسیک!



توجه کنید که حتی یک مقدار نامتناهی انرژی نیز برای رسیدن به سرعت کافی نیست.



## انرژی کل و انرژی سکون

$$K = mc^2 (\gamma - 1)$$

$$K = \gamma mc^2 - mc^2$$

جمله  $mc^2$  را انرژی سکون می نامند و با  $E_0$  نشان می دهند :

$$E_0 = mc^2$$

مجموع انرژی های جنبشی و سکون را انرژی کل جسم می نامند که برابر است با:

$$E = \gamma mc^2 = \frac{mc^2}{\sqrt{1-u^2/c^2}} = \frac{E_0}{\sqrt{1-u^2/c^2}} = K + E_0$$



# تکانه و انرژی

• معادله تکانه را به توان 2 رسانده  $p = \gamma m u$ , و در  $c^2$  ضرب کنید:

$$p^2 c^2 = \gamma^2 m^2 u^2 c^2$$

بجای  $u^2$  از رابطه  
 $\beta^2 = u^2 / c^2$  قرار دهید:

$$= \gamma^2 m^2 c^4 \left( \frac{u^2}{c^2} \right) = \gamma^2 m^2 c^4 \beta^2$$

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

$$p^2 c^2 = \gamma^2 m^2 c^4 \left( 1 - \frac{1}{\gamma^2} \right)$$

$$p^2 c^2 = \gamma^2 m^2 c^4 - m^2 c^4$$

و:



## تکانه و انرژی:

$$p^2 c^2 = \gamma^2 m^2 c^4 - m^2 c^4$$

- جمله اول طرف راست  $E^2$  بوده، جمله دوم  $E_0^2$  است:

$$p^2 c^2 = E^2 - E_0^2$$

با آرایش جدید رابطه بین انرژی و تکانه را چنین می نویسیم:

$$E^2 = p^2 c^2 + E_0^2$$

یا:

$$E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4$$

این رابطه انرژی کل را به تکانه جسم ربط می دهد. کمیت های  $(E^2 - p^2 c^2)$  و  $m$  کمیت های ناورد هستند.

توجه کنید وقتی که سرعت ذره صفر است و فاقد تکانه می باشد انرژی کل ذره برابر با  $E_0$  است.



## ذرات بدون جرم :

$$E^2 = p^2 c^2 + m^2 c^4$$

• نشان می دهیم که ذره بدون جرم باید با سرعت نور حرکت کند اگر  $m = 0$  باشد در اینصورت :

$$E^2 = p^2 c^2 \quad \longrightarrow \quad E = pc$$

انرژی کل  $E$ , برابر است با:

$$E = \gamma mc^2$$

بنابراین :

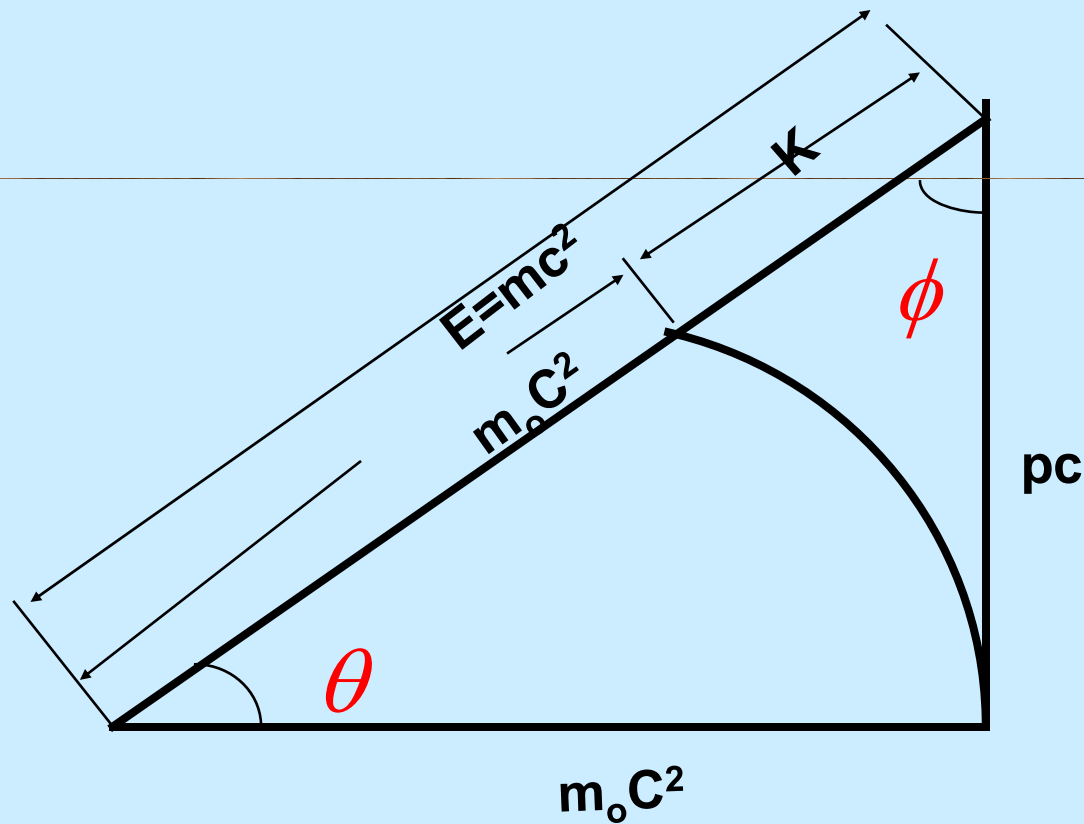
$$pc = \gamma mc^2$$

ولی:  $p = \gamma mv$

$$\gamma mvc = \gamma mc^2 \quad \longrightarrow \quad \boxed{v = c}$$



یک وسیله کمکی برای به ذهن سپردن روابط بین انرژی کل  $E$  انرژی سکون  $m_0c^2$  و تکانه حرکت  $P$







## تبدیلات نسبیتی اندازه حرکت و انرژی

$$p'_x = \frac{p_x - \frac{Ev}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$p'_y = p_y$$

$$p'_z = p_z$$

$$E' = \frac{E - vp_x}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$p_x = \frac{p'_x - \frac{E'v}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$p_y = p'_y$$

$$p_z = p'_z$$

$$E = \frac{E' + vp'_x}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$



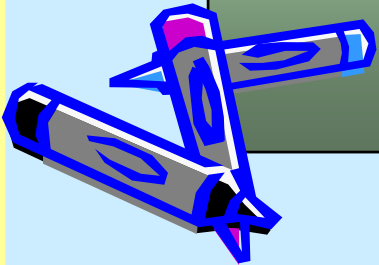
## تبدیلات نیرو

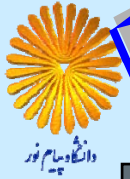
ذره ای را در نظر بگیرید که به طور لحظه ای در چارچوب  $S'$  ساکن بوده و تحت تاثیر نیرویی با مولفه های  $F'_x, F'_y, F'_z$  قرار دارد. تبدیلات نیرو به شکل زیر است:

$$F_x = F'_x$$

$$F_y = \frac{F'_y}{\gamma} = F'_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

$$F_z = \frac{F'_z}{\gamma} = F'_z \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$



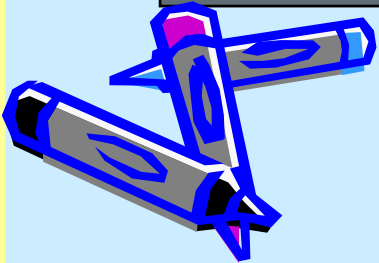


## مثال :

مثال: برای چه مقدار  $\frac{U}{c} (= \beta)$  جرم نسبیتی یک ذره به نسبت معین  $f$  از جرم سکون آن تجاوز می کند؟  
پاسخ:

$$f = \frac{m - m_0}{m} = \frac{m}{m_0} - 1 = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} - 1$$

$$\Rightarrow \beta = \frac{\sqrt{f(2+f)}}{1+f}$$





## ● مثال:

افزایش نسبی جرم یک هواپیمای جت که با سرعت  $2/268 \text{ m/s}$  پرواز می-کند چقدر است؟

$$\frac{\Delta m}{m_0} =$$

افزایش نسبی جرم

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

داریم

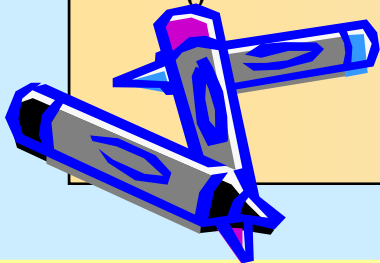
$$\Delta m = m - m_0 = m_0 \left[ \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} - 1 \right]$$

بنابراین

$$\frac{\Delta m}{m_0} = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} - 1$$

برای سرعت‌های خیلی کمتر از سرعت نور  $v^2/c^2$  خیلی کوچکتر از یک است.  $\frac{\Delta m}{m_0} = \frac{1}{2} v^2/c^2$

$$\frac{\Delta m}{m_0} = \frac{1}{2} \left( \frac{2.7 \times 10^4}{3 \times 10^{10}} \right)^2 \approx 0.5 \times 10^{-12}$$



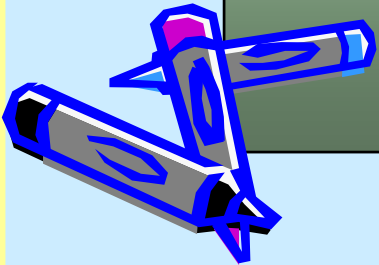


مثال-سرعت الکترونی که انرژی جنبشی آن  $2\text{Mev}$  است محاسبه کنید.

$$K = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - m_0 c^2$$

$$2\text{Mev} = \frac{0.511\text{Mev}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = 0.511\text{Mev}$$

$$v = 0.98c$$





● مثال :

در چه سرعتی جرم یک ذره دو برابر جرم سکون آن خواهد شد؟  
حل:

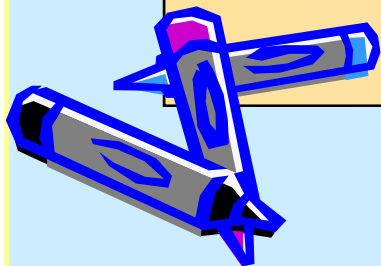
$$m = 2m_0$$

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

$$2m_0 = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

$$v/c = 0.866$$

$$v = 0.866 \times 3 \times 10^8 = 2.59 \times 10^8 \text{ m/s}$$

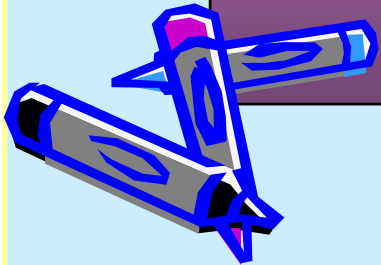




مثال- سرعت حرکت یک ذره چه کسری از سرعت نور باشد تا انرژی جنبشی آن دو برابر انرژی سکون آن باشد؟

$$K = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - m_0 c^2 = 2m_0 c^2 \quad \Rightarrow \quad \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = 3$$

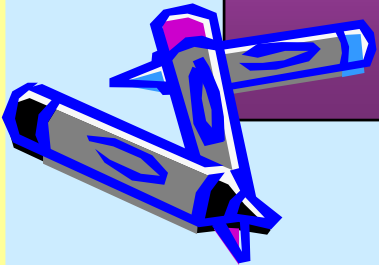
$$v = 0.943c$$





مثال- فرض کنید که نیروی  $F$  در جهت سرعت یک ذره بر آن وارد می شود. عبارت متناظر برای قانون دوم نیوتون را بیابید.

$$F = \frac{d}{dt} \left[ \frac{m_0 u}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \right] = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \frac{du}{dt} + \frac{m_0 u}{\left[ 1 - \left( \frac{u^2}{c^2} \right) \right]^{\frac{3}{2}}} \frac{u}{c^2} \frac{du}{dt}$$
$$= \frac{m_0 \frac{du}{dt}}{\left[ 1 - \left( \frac{u^2}{c^2} \right) \right]^{\frac{3}{2}}} \left( 1 - \frac{u^2}{c^2} + \frac{u^2}{c^2} \right) = \frac{m_0 \frac{du}{dt}}{\left[ 1 - \left( \frac{u^2}{c^2} \right) \right]^{\frac{3}{2}}}$$







مثال- ذره ای به جرم سکون  $m_0$  با سرعت  $0.6c$  حرکت می کند با  
ذره ای به جرم سکون  $3m_0$  که در ابتدا ساکن است برخوردکاملا  
ناکشسان انجام میدهد. جرم سکون جسم حاصل چقدر است؟

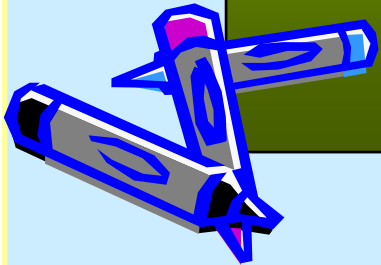
$$P_f = P_i$$

$$\frac{M_0 u_f}{\sqrt{1 - \frac{u_f^2}{c^2}}} = \frac{m_0 u_i}{\sqrt{1 - \frac{u_i^2}{c^2}}} = \frac{m_0 (0.8c)}{\sqrt{1 - (0.8)^2}} = \frac{2}{3} m_0 c$$

$$E_f = E_i$$

$$\frac{M_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{u_f^2}{c^2}}} = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{u_i^2}{c^2}}} + 3m_0 c^2 = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - (0.8c)^2}} + 3m_0 c^2 = 2.67 m_0 c^2$$

$$\Rightarrow u_f = 0.286c \quad , \quad M_0 = 4.47 m_0$$





مثال 1: برای حرکت یک بعدی نشان دهید که :

$$k = \int_{u=0}^u F \cdot ds = mc^2 - m_0 c^2$$

پاسخ:

$$k = \int_{u=0}^u F \cdot ds = \int_0^u \frac{d}{dt}(mu) dx = \int_0^u d(mu) \frac{dx}{dt}$$

$$= \int_0^u (mdu + udm)u = \int_0^u (mudu + u^2 dm)$$

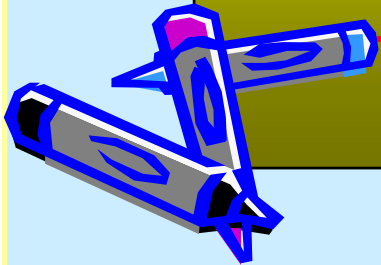
$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \Rightarrow m^2 c^2 - m^2 u^2 = m_0^2 c^2$$

با دیفرانسیل گیری از دو طرف  
رابطه فوق:

$$2mc^2 dm - 2m^2 u du - 2mu^2 dm = 0$$

$$\Rightarrow mudu + u^2 dm = c^2 dm$$

$$k = \int_{m=m_0}^{m=m} c^2 dm = c^2 (m - m_0)$$

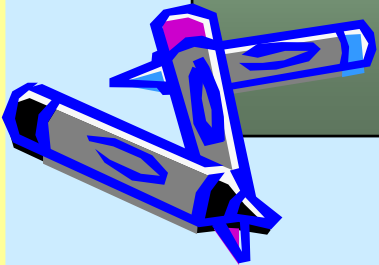




مثال 2: فرض کنید که نیروی  $F$  در جهت سرعت یک ذره بر آن وارد می شود عبارت متناظر برای قانون دوم نیوتون را بیابید.

پاسخ:

$$F = \frac{d}{dt} \left[ \frac{m_0 u}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \right] = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \frac{du}{dt} + \frac{m_0 u}{\left[1 - \left(\frac{u^2}{c^2}\right)\right]^{\frac{3}{2}}} \frac{u}{c} \frac{du}{dt}$$
$$= \frac{m_0 \frac{du}{dt}}{\left[1 - \left(\frac{u^2}{c^2}\right)\right]^{\frac{3}{2}}} \left(1 - \frac{u^2}{c^2} + \frac{u^2}{c^2}\right) = \frac{m_0 \frac{du}{dt}}{\left[1 - \left(\frac{u^2}{c^2}\right)\right]^{\frac{3}{2}}}$$





مثال 3- با استفاده از قانون دوم نیوتون عبارتی برای سرعت نسبی ذره ای با بار  $q$  که بر روی دایره ای به شعاع  $R$  حرکت می کند بیابید . صفحه دایره حرکت بر میدان مغناطیسی  $B$  عمود است .

پاسخ:

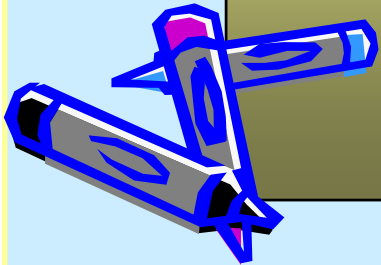
$$F = \frac{d}{dt}(mu) = \frac{d}{dt} \left[ \frac{m_0 u}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \right]$$

$$= \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \frac{du}{dt} + \frac{m_0}{[1 - (\frac{u \cdot u}{c^2})]^{\frac{3}{2}}} u \cdot \frac{du}{dt}$$

$$u \cdot \frac{du}{dt} = 0$$

$$F_r = quB \quad , \quad \left| \frac{du}{dt} \right| = \frac{u^2}{R}$$

$$\therefore quB = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \frac{u^2}{R} \quad \Rightarrow u = \frac{qBR}{m_0 \sqrt{1 + (\frac{qBR}{m_0 c})^2}}$$





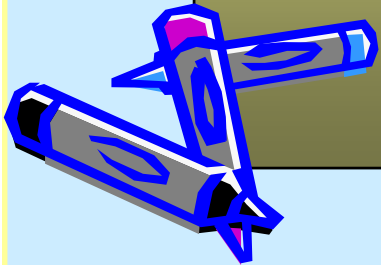
مثال 4- دو جسم یکسان هریک به جرم سکون  $m_0$  که با سرعت های برابر  $u$  به هم نزدیک می شوند باهم برخورد می کنند. برخورد کاملاً ناکشسان است جرم سکون جرم مرکب نهایی چقدر است؟

پاسخ:

$$E_{\text{int}} = E_{\text{fin}}$$

$$\frac{2m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} = M c^2$$

$$M = \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} > 2m$$

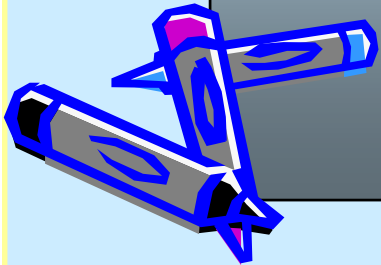




مثال 5- جسم ساکنی خود به خود به دو قسمت تجزیه می شود که در جهت های مخالف حرکت می کنند. جرمهای سکون اجزا 3 و 33/5 کیلوگرم و سرعت های آنها به ترتیب  $0.8c$  و  $0.6c$  هستند. جرم سکون جسم اولیه چقدر است؟

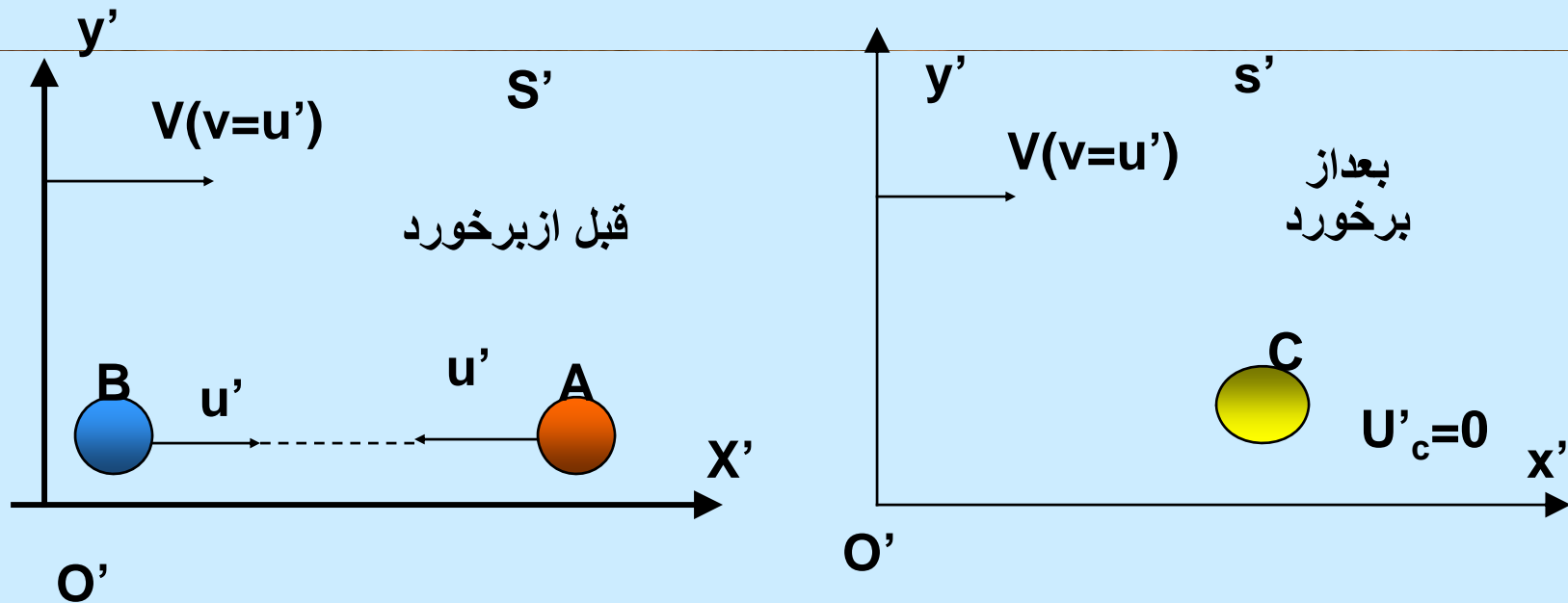
پاسخ:

$$\begin{aligned}m_0 c^2 &= \frac{m_{01} c^2}{\sqrt{1 - \frac{u_1^2}{c^2}}} + \frac{m_{02} c^2}{\sqrt{1 - \frac{u_2^2}{c^2}}} \\ &= \frac{3c^2}{\sqrt{1 - (0.8)^2}} + \frac{5.33c^2}{\sqrt{1 - (0.6)^2}} \\ m_0 &= 11.66 \text{ kg}\end{aligned}$$





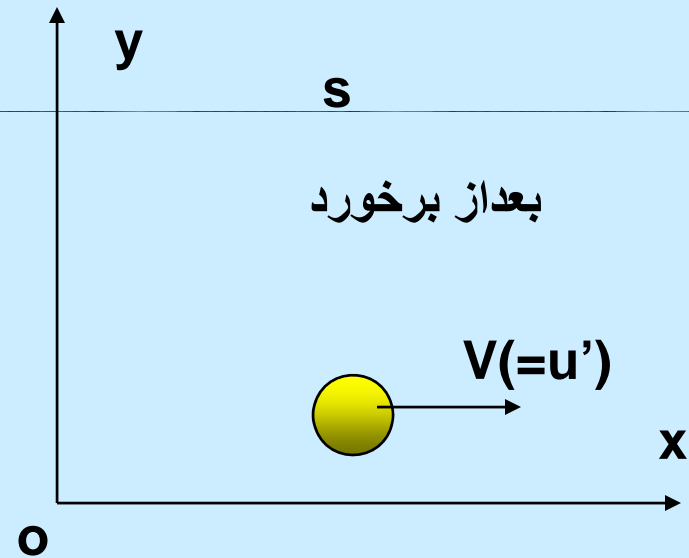
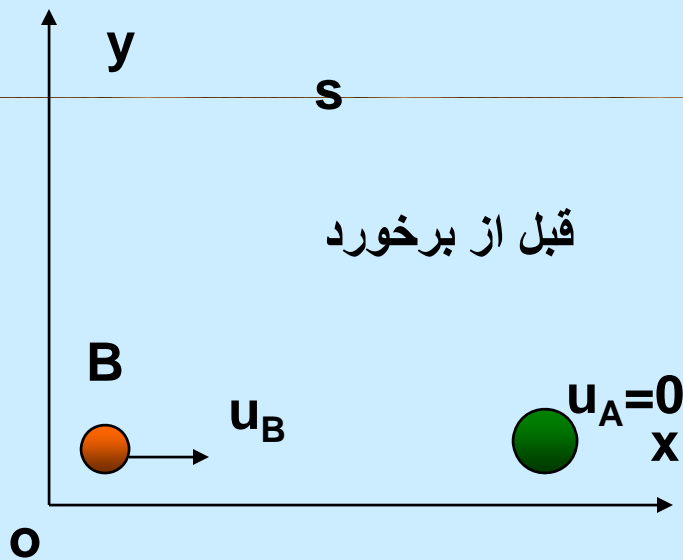
انرژی کل در برخورد کاملاً ناکشایند  $S$  و  $S'$  مثال 6- نشان دهید که در هر دو چارچوب پایسته است.  
ب- نشان دهید که جرم نسبیتی نیز در هر کدام از چارچوب ها پایسته است.



برخورد ناکشسان از دید ناظر  $S'$



## برخورد ناکشسان از دید ناظر $S$ :







پاسخ الف: در چارچوب  $S'$   
انرژی کل قبل از برخورد:

$$2(m_0 c^2 + k) = \frac{2m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}}$$

بعد از برخورد:

$$M_0 c^2 = \left( \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} \right) c^2 = \frac{2m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}}$$

بنابراین انرژی کل در این چارچوب  
پایسته است.



در چارچوب S  
قبل از برخورد انرژی کل برابر است با:

$$m_0 c^2 + (m_0 c^2 + K_B) = 2m_0 c^2 + m_0 c^2 \left[ \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{u_B^2}{c^2}}} - 1 \right]$$

$$= 2m_0 c^2 + m_0 c^2 \left[ \frac{2u'^2 / c^2}{1 - \frac{u'^2}{c^2}} \right] = \frac{2m_0 c^2}{1 - \frac{u'^2}{c^2}}$$

بعد از برخورد:



ادامه.....

$$M_0 c^2 + k_c = \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} c^2 + \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} c^2 \left[ \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - 1 \right]$$

$$v = u' \Rightarrow \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} c^2 + \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} c^2 \left[ \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} - 1 \right]$$

$$= \frac{2m_0 c^2}{\left(1 - \frac{u'^2}{c^2}\right)}$$

لذا انرژی کل در این چارچوب نیز پایسته است .



ب- نشان دهید که جرم نسبیتی نیز در این چارچوب ها پایسته است.  
الف - چارچوب  $S'$ :  
قبل از برخورد جرم نسبیتی برابر است با:

$$\frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} + \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} = \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}}$$

بعد از برخورد ،  $U'_0 = 0$  لذا:

$$\frac{M_0}{\sqrt{1 - \frac{U_c'^2}{c^2}}} = \frac{\left( \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} \right)}{\sqrt{1 - 0}} = \frac{2m_0}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}}$$

لذا جرم نسبیتی در این چارچوب پایسته است.



در چارچوب S قبل از برخورد:

$$m_0 + \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u_B^2}{c^2}}} = m_0 + m_0 \frac{(1 + \frac{u'^2}{c^2})}{(1 - \frac{u'^2}{c^2})} = \frac{2m_0}{(1 - \frac{u'^2}{c^2})}$$

بعد از برخورد:

$$\frac{M_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}}{\sqrt{1 - \frac{u'^2}{c^2}}} = \frac{2m_0}{(1 - \frac{u'^2}{c^2})}$$

بنابراین در این چارچوب نیز جرم نسبیتی پایسته است.

## فصل ۴

# نسبیت و الکترومغناطیس

بستگی میدانهای الکتریکی و مغناطیسی به یکدیگر

معادلات تبدیل برای  $B$  و  $E$

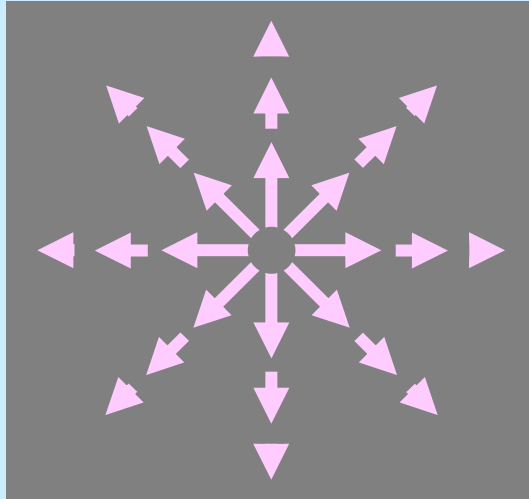
میدانها و نیروها در مجاورت یک سیم حامل جریان

نیروهای بین بارهای متحرک

تاوردایی معادلات ماکسول



## نسبیت و الکترومغناطیس

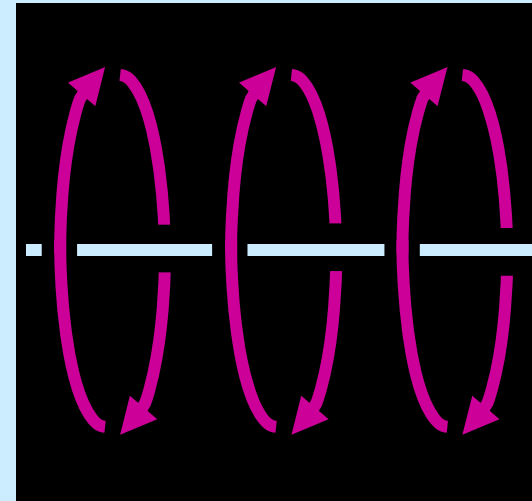
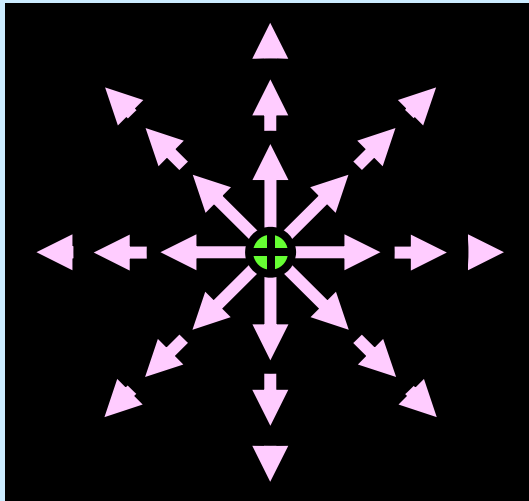


- الکترومغناطیس کلاسیک با نسبیت سازگار است .
- معادلات ماکسول تحت تبدیلات لورنتس ناورد است .
- لورنتس معادلات تبدیل خود را با تکیه بر لزوم ناوردایی معادلات ماکسول بدست آورد .
- این نتیجه که امواج الکترومغناطیسی با سرعت نور حرکت می کنند سبب شده که انشتین این فرضیه را که سرعت نور در کلیه چارچوب ها ناورد است ارائه دهد .
- انشتین متقاعد شد که میدانهای مغناطیسی اگر از چارچوب لخت دیگر نگریسته شود بصورت میدانهای الکتریکی ظاهر می شود و این نتیجه کلیدی برای الکترومغناطیس و نسبیت است .



## چگونه میدان مغناطیسی صرفاً بدلیل حرکت بصورت یک میدان الکتریکی نمودار می‌کند؟

- خطوط میدان مغناطیسی حول یک سیم حامل جریان . این میدان بر بار آزمایشی اثر ندارد مگر اینکه متحرک باشد.
- خطوط میدان الکتریکی ناشی از یک بار آزمایشی مثبت



سیم حامل  
جریان

چگونه یکی از این میدانها به دیگری تبدیل می‌شود؟



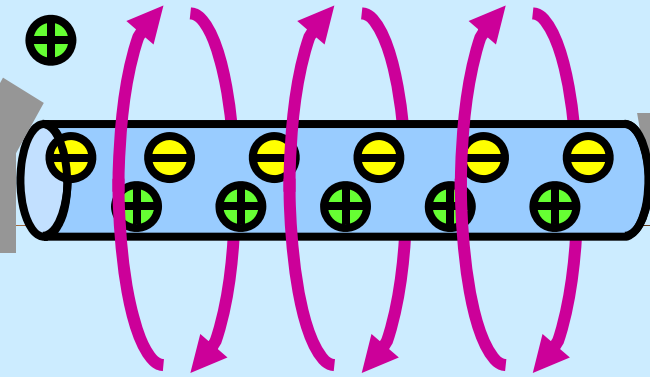


$$\vec{F} = q\vec{E} + q\vec{v} \times \vec{B}$$

فرض کنید که بار آزمایشی مثبت و بارهای منفی در سیم دارای سرعت مساوی و بارهای مثبت در سیم ساکن باشند.

میدان الکتریکی ناشی از بارها در سیم صفر است لذا نیروی وارد بر بار آزمایشی از نوع مغناطیسی است.

میدان مغناطیسی در محل بار آزمایشی بداخل صفحه بوده لذا نیروی وارد بر بار آزمایشی به طرف بالا خواهد بود

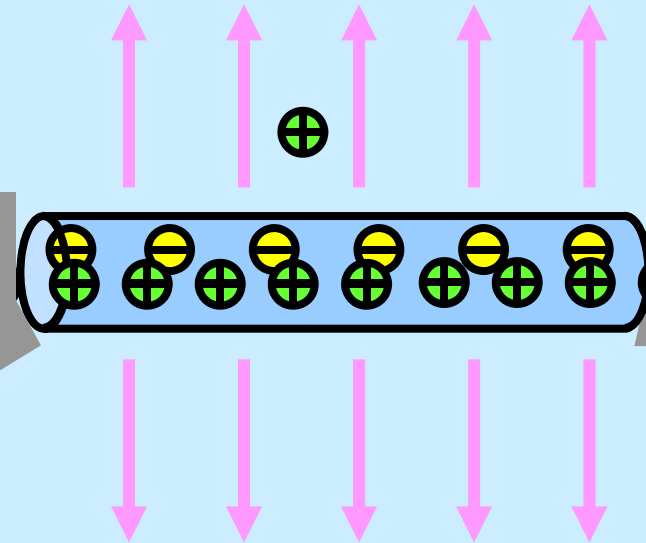


$$\vec{F} = q\vec{v} \times \vec{B}$$



$$\vec{F} = q\vec{E} + q\vec{v} \times \vec{B}$$

اکنون از دید چارچوب بارهای متحرک قبلی به مسئله نگاه کنید. اکنون بارهای مثبت در سیم حرکت می کنند و دارای انقباض لورنتس هستند لذا چگالی آنها بالا می رود.



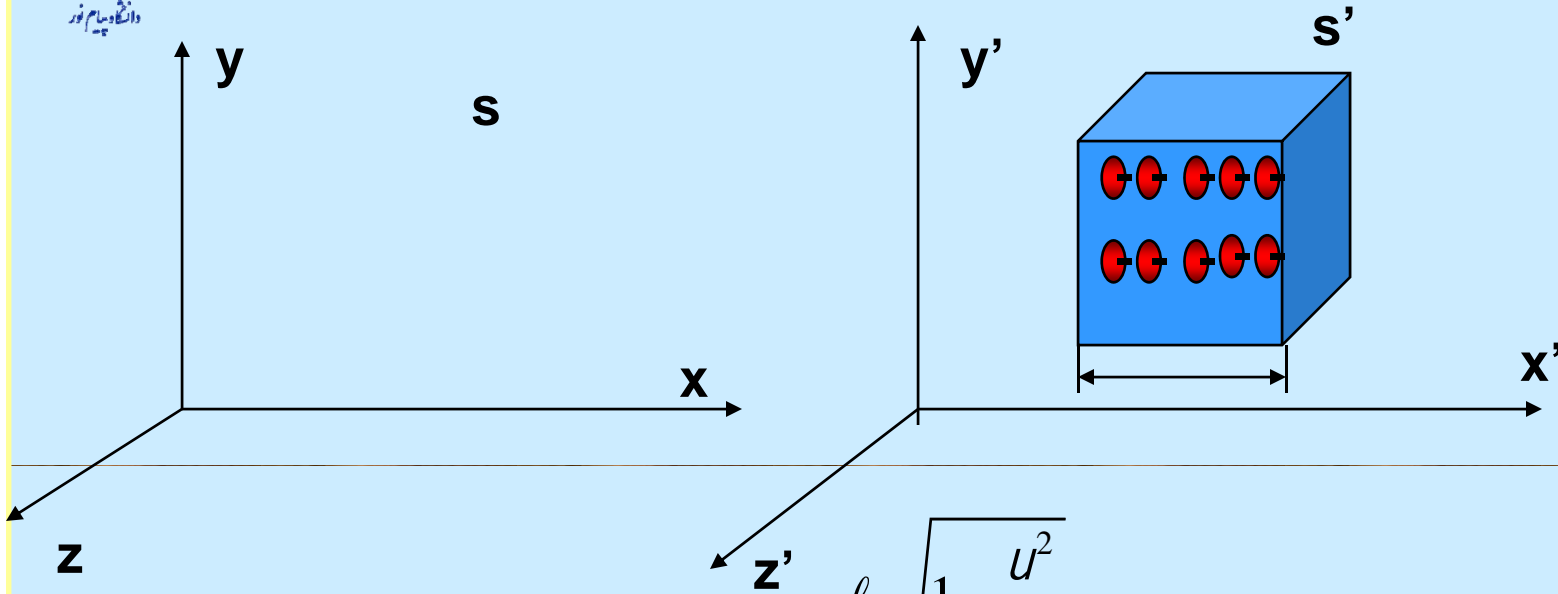
باز هم میدان مغناطیسی وجود دارد ولی بار آزمایشی در حال سکون است و سرعت آن صفر بوده و بر آن نیروی مغناطیسی وارد نمی شود. بارهای اضافی مثبت یک میدان الکتریکی ایجاد می کنند.

$$\vec{F} = q\vec{E}$$

این میدان الکتریکی بسوی بالا است و در محل بار آزمایشی بسمت بالا است لذا نیروی وارد بر بار آزمایشی بسمت بالا است. این دو مورد باهم مشابه هستند.



## چگالی نسبیتی شدت جریان



فرض می کنیم که تعداد الکترونها در عنصر حجم مکعب  $N$  باشد. بارها در چارچوب  $S'$  ساکن بوده و جریان در این چارچوب صفر است و چگالی شدت جریان صفر است.

این عنصر حجم را از دید چارچوب  $S$  در نظر می گیریم که در آن با سرعت  $u$  حرکت می کند. جهت حرکت در راستای محور  $x$  است. طول ضلعی که در راستای این محور قرار دارد برابر است با:



ادامه.....

$$\rho_0 = \frac{Ne}{\ell^3}$$

چگالی بار برای ناظر S برابر است با:

$$\rho = \frac{\rho_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

$$j = \rho u = \frac{Neu}{\ell^3 \sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

چگالی شدت در S برابر است با:

$$j = \frac{\rho_0 u}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$



## مولفه های چگالی شدت جریان:

$$j_x = \frac{\rho_0 u_x}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}, \quad j_y = \frac{\rho_0 u_y}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}, \quad j_z = \frac{\rho_0 u_z}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

$$\rho = \frac{\rho_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$



## رابطه چگالی شدت جریان و چگالی بار فضا-زمانی

کمیتی ناوردا از  $j$  و  $\rho$  به شکل زیر وجود دارد:

$$c^2 \rho^2 - (j_x^2 + j_y^2 + j_z^2) = c^2 \rho_0^2$$

$$\rho = \frac{\rho_0}{m_0} m, \quad j = \frac{\rho_0}{m_0} P$$

$$j_x = \frac{j'_x - \rho' v}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \quad j_y = j'_y, \quad j_z = j'_z, \quad \rho = \frac{\rho' + \frac{v \cdot j'_x}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$



ادامه.....  
معکوس معادلات :

$$j'_x = \frac{j_x - \rho v}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \quad j'_y = j_y, \quad j'_z = j_z, \quad \rho' = \frac{\rho + \frac{v \cdot j_x}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$



## معادلات تبدیل برای E و B

یادآوری :

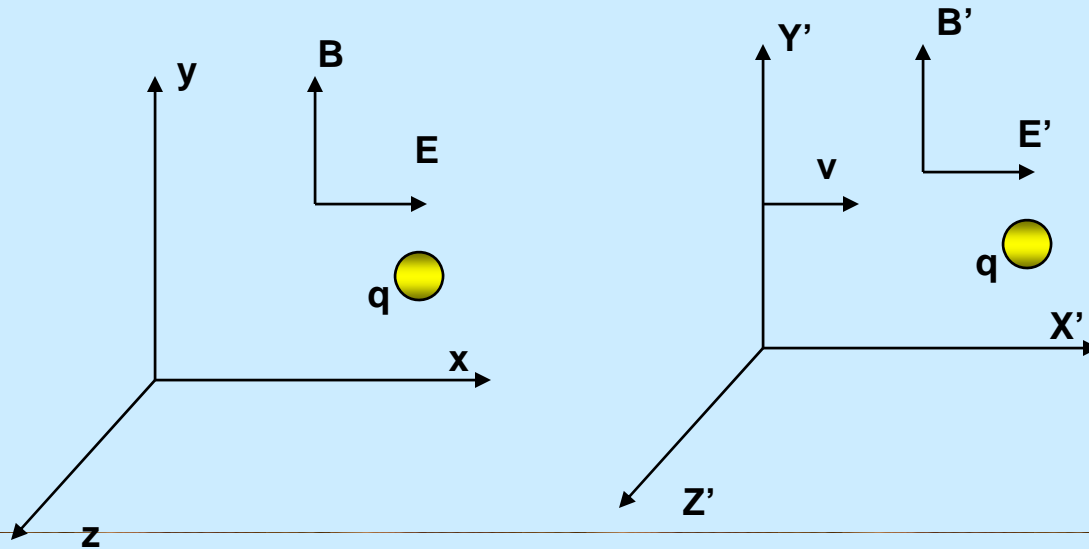
نیروی لورنتس :

$$F = q(E + u \times B)$$

معادلات تبدیل نیرو بین چارچوب S و یک چارچوب دیگر S' که در آن ذره بطور لحظه ای ساکن است.

$$\begin{aligned} F_x &= F'_x \\ F_y &= F'_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{F'_y}{\gamma} \\ F_z &= F'_z \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{F'_z}{\gamma} \end{aligned}$$





$$(v \times B)_x = v_y B_x - v_x B_y$$

$$F_x = q[E_x + (v \times B)_x] = qE_x$$

$$F_{x'} = qE'_{x'}$$

$$F'_x = F_x \quad \Rightarrow \quad qE'_{x'} = qE_x \quad \Rightarrow \quad E'_{x'} = E_x$$



ادامه....

$$q \frac{E'_y}{\gamma} = q[E_y + (V \times B)_y] = q[E_y + v_z B_x - v_x B_z] = q[E_y - v B_z]$$

$$\Rightarrow E'_y = \gamma(E_y - v B_z)$$

$$E'_z = \gamma(E_z + v B_y)$$

تبدیل عکس :

$$E_x = E'_x$$

$$\Rightarrow E_y = \gamma(E'_y + v B'_z)$$

$$E'_z = \gamma(E'_z - v B'_y)$$



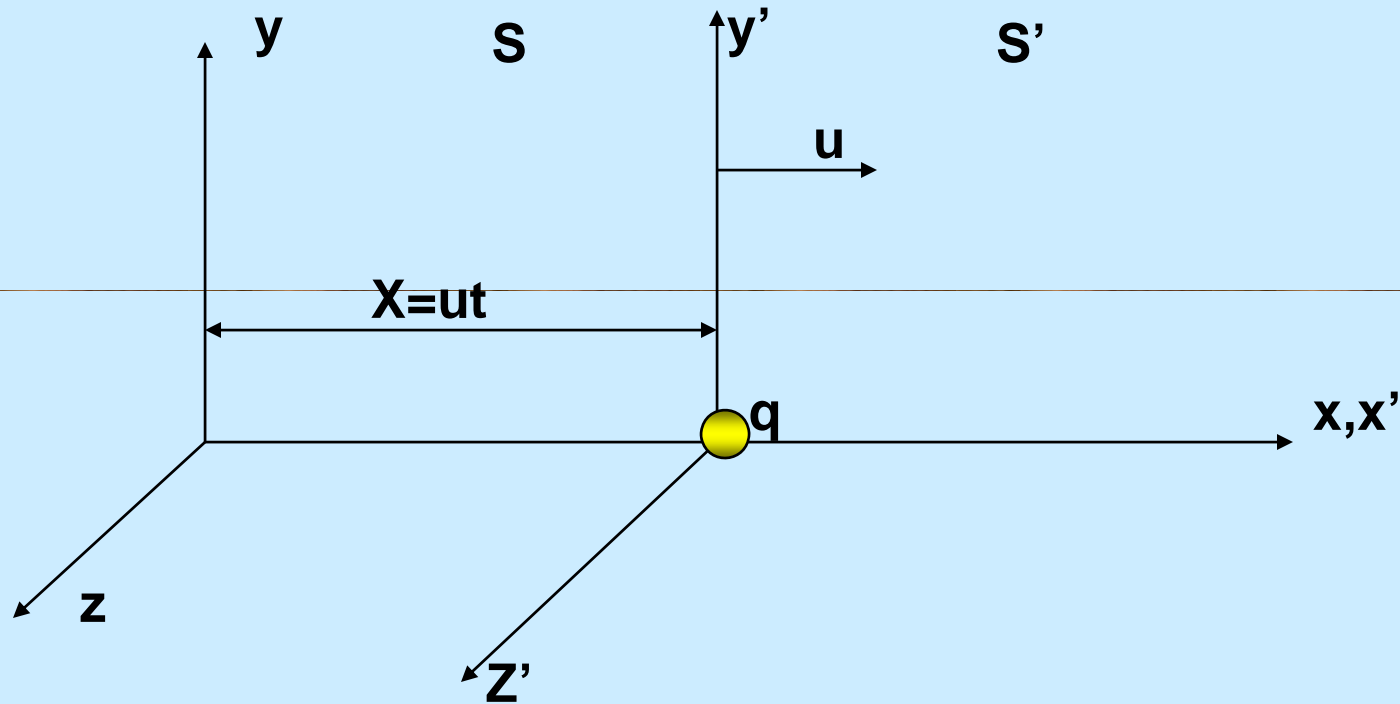
## تبدیلات میدان مغناطیسی :

به همین ترتیب :

$$\left\{ \begin{array}{l} B_x = B'_x \\ B_y = \gamma \left( B'_y + \frac{vE'_z}{c^2} \right) \\ B_z = \gamma \left( B'_z + \frac{vE'_y}{c^2} \right) \end{array} \right. \quad \left\{ \begin{array}{l} B'_x = B_x \\ B'_y = \gamma \left( B_y + \frac{vE_z}{c^2} \right) \\ B'_z = \gamma \left( B_z + \frac{vE_y}{c^2} \right) \end{array} \right.$$



میدان حاصل از یک بار نقطه ای متحرک با حرکت یکنواخت:



$S'$ : درچارچوب



ادامه...

$$\left\{ \begin{array}{l} E' = \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \cdot \frac{r'}{r'^3} \quad , \quad B' = 0 \\ r' = (x'^2 + y'^2 + z'^2)^{\frac{1}{2}} \end{array} \right.$$



ادامه...

در چارچوب S :

$$r' = (x'^2 + y'^2 + z'^2)^{\frac{1}{2}} = [\gamma^2(x - ut)^2 + y^2 + z^2]^{\frac{1}{2}}$$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

$$E'_x = \frac{qx'}{4\pi\epsilon_0 r'^3}, \quad E'_y = \frac{qy'}{4\pi\epsilon_0 r'^3}, \quad E'_z = \frac{qz'}{4\pi\epsilon_0 r'^3}$$

$$E_x = E'_x = \frac{qx'}{4\pi\epsilon_0 r'^3} = \frac{q\gamma(x - ut)}{4\pi\epsilon_0 [\gamma^2(x - ut)^2 + y^2 + z^2]^{\frac{3}{2}}}$$

$$X = ut \quad \Rightarrow$$

$$E_x = \frac{q\gamma(x - X)}{4\pi\epsilon_0 [\gamma^2(x - X)^2 + y^2 + z^2]^{\frac{3}{2}}}$$

$$E_y = \frac{q\gamma y}{4\pi\epsilon_0 [\gamma^2(x - X)^2 + y^2 + z^2]^{\frac{3}{2}}}$$

$$E_z = \frac{q\gamma z}{4\pi\epsilon_0 [\gamma^2(x - X)^2 + y^2 + z^2]^{\frac{3}{2}}}$$



ادامه...

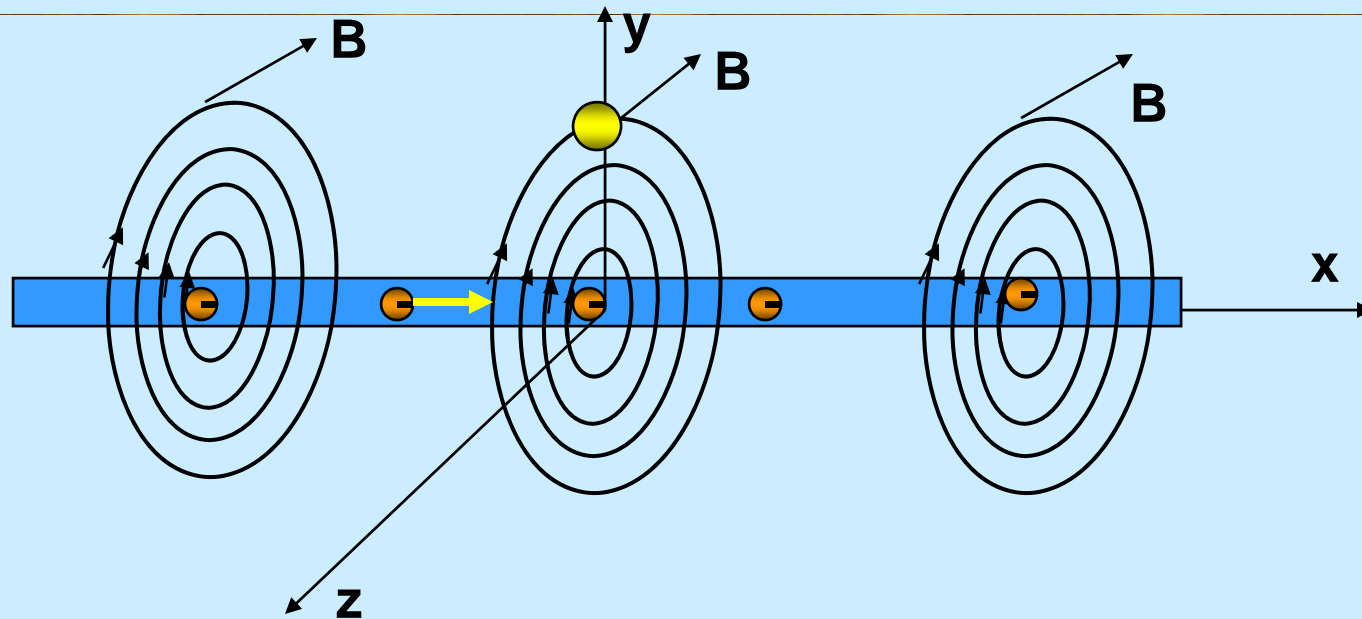
مولفه های میدان مغناطیسی در چارچوب S :

$$\left\{ \begin{array}{l} B_x = 0 \\ B_y = -\frac{u}{c^2} E_z \\ B_z = \frac{u}{c^2} E_y \end{array} \right.$$



### میدانها در مجاورت یک سیم حامل جریان

یک سیم مستقیم بلند و ساکن که حامل جریان است یک میدان مغناطیسی  $B$  در چارچوب  $S$  ایجاد می کند. الکترونها با چگالی خطی  $\lambda$  با سرعت سوق  $u$  در جهت مثبت محور  $x$  حرکت می کنند. جریان  $i = \lambda u$  در جهت منفی محور  $x$  ها است. یک بار آزمون  $q$  در روی محور  $y$  در حال سکون قرار دارد.







ادامه...

در چارچوب  $S$  :

چگالی خطی الکترونها درون سیم  $= \lambda^-$

چگالی خطی یون های مثبت  $= \lambda^+$

$$\lambda = \lambda^- + \lambda^+ = 0$$

$$E = \left( \frac{\lambda}{2\pi\epsilon_0 r} \right) = 0$$

$$B = \frac{\mu_0 \lambda^- u}{2\pi r}$$



ادامه.....  
در چارچوب  $S'$  :

$$\left\{ \begin{array}{l} E'_x = E_x = 0 \\ E'_y = \gamma(E_y - uB_z) = \gamma\left(0 + u \frac{\mu_0 \lambda u}{2\pi r}\right) = \gamma u^2 \frac{2\mu_0 \lambda}{2\pi r} \\ E'_z = \gamma(E_z + uB_y) = \gamma(0 + 0) = 0 \end{array} \right.$$
$$\left\{ \begin{array}{l} B'_x = B_x = 0 \\ B'_y = \gamma\left(B_y + \frac{u}{c^2} E_z\right) = \gamma(0 + 0) = 0 \\ B'_z = \gamma\left(B_z - \frac{u}{c^2} E_y\right) = \gamma\left(-\frac{\mu_0 \lambda^{-} u}{2\pi r} - 0\right) = -\gamma \frac{\mu_0 \lambda^{-} u}{2\pi r} \end{array} \right.$$



## ناوردایی معادلات ماکسول:

### یادآوری

### شکل دیفرانسیلی معادلات ماکسول

$$\varepsilon_0 \operatorname{div} E = \rho \quad (1)$$

$$\operatorname{div} B = 0 \quad (2)$$

$$\operatorname{curl} B = \mu_0 \left( j + \varepsilon_0 \frac{\partial E}{\partial t} \right) \quad (3)$$

$$\operatorname{curl} E = -\frac{\partial B}{\partial t} \quad (4)$$



## ادامه...

معادلات 2 و 4 شامل کمیات  $\mu_0, \epsilon_0, \rho, \vec{J}$  نیستند و شکل این معادلات در خلا و محیط مادی یکسان است از این دو معادله از نظر سادگی برای اثبات ناوردایی معادلات ماکسول استفاده می کنیم .

مولفه های فضایی این معادلات در چارچوب S چنین است:

$$\begin{cases} \frac{\partial}{\partial y} E_z - \frac{\partial}{\partial z} E_y = -\frac{\partial B_x}{\partial t} \\ \frac{\partial}{\partial z} E_x - \frac{\partial}{\partial x} E_z = -\frac{\partial B_y}{\partial t} \\ \frac{\partial}{\partial x} E_y - \frac{\partial}{\partial y} E_x = -\frac{\partial B_z}{\partial t} \\ \frac{\partial}{\partial x} B_x - \frac{\partial}{\partial y} B_y + \frac{\partial}{\partial z} B_z = 0 \end{cases} \quad (5) \quad (6)$$



ادامه...

در چارچوب  $S'$  میدان هارا با  $E'$  و  $B'$  در مختصات فضا- زمانی  $x', y', z'$  و  $t'$  که به  $x, y, z$  و  $t$  بوسیله تبدیلات لورنتس به همدیگر مربوط می شوند باروابط زیر نشان می دهیم :

$$\text{curl } E' = -\frac{\partial B'}{\partial t}$$

$$\text{div } B' = 0$$

$$\frac{\partial}{\partial y} E'_z - \frac{\partial}{\partial z} E'_y = -\frac{\partial B'_x}{\partial t}$$

$$\frac{\partial}{\partial z} E'_x - \frac{\partial}{\partial x} E'_z = -\frac{\partial B'_y}{\partial t}$$

$$\frac{\partial}{\partial x} E'_y - \frac{\partial}{\partial y} E'_x = -\frac{\partial B'_z}{\partial t}$$

$$\frac{\partial}{\partial x} B'_x - \frac{\partial}{\partial y} B'_y + \frac{\partial}{\partial z} B'_z = 0$$



ادامه...

باستفاده از تبدیلات لورنتس:

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

$$x' = \gamma(x - vt) \quad , y' = y \quad , z' = z \quad , t' = \gamma\left(t - \frac{vx}{c^2}\right)$$

می توان روابطه به مشتقات جزیی را نوشت:

$$\frac{\partial}{\partial x} = \frac{\partial x'}{\partial x} \cdot \frac{\partial}{\partial x'} + \frac{\partial y'}{\partial x} \cdot \frac{\partial}{\partial y'} + \frac{\partial z'}{\partial x} \cdot \frac{\partial}{\partial z'} + \frac{\partial t'}{\partial x} \cdot \frac{\partial}{\partial t'}$$

$$\frac{\partial x'}{\partial x} = \gamma \quad , \frac{\partial y'}{\partial x} = 0 \quad , \frac{\partial z'}{\partial x} = 0 \quad , \frac{\partial t'}{\partial x} = -\frac{\gamma v}{c^2}$$

$$\Rightarrow \frac{\partial}{\partial x} = \gamma \left( \frac{\partial}{\partial x'} - \frac{v}{c^2} \frac{\partial}{\partial t'} \right) \quad , \frac{\partial}{\partial y} = \frac{\partial}{\partial y'} \quad , \frac{\partial}{\partial z} = \frac{\partial}{\partial z'}$$

$$\frac{\partial}{\partial t} = \gamma \left( \frac{\partial}{\partial t'} - v \frac{\partial}{\partial x'} \right)$$



ادامه....

این مقادیر را در معادلات (6) قرار می دهیم . به عنوان مثال معادله (5) به شکل زیر در می آید:

برای اینکه شکل معادله (5) ناوردا باشد باید این معادله در دستگاه  $S'$  به صورت زیر در آید:

$$\frac{\partial}{\partial z'} E_x - \frac{\partial}{\partial x'} [\gamma(E_z + vB_y)] = -\frac{\partial}{\partial t'} \left[ \gamma \left( B_y + \frac{vE_z}{c^2} \right) \right]$$

برای اینکه دو معادله فوق یکسان باشند باید:

$$\frac{\partial}{\partial z'} E'_x - \frac{\partial}{\partial x'} E'_z = -\frac{\partial}{\partial t'} B'_y$$

$$E'_x = E_x$$

$$E'_z = \gamma(E_z + vB_y)$$

$$B'_y = \gamma \left( B_y + \frac{vE_z}{c^2} \right)$$



## ادامه ....

همان تبدیلات مولفه های میدانهای الکترومغناطیسی که قبلا بدست آوردیم.  
به همین طریق :

$$E'_x = E_x$$

$$E'_y = \gamma(E_y + vB_z)$$

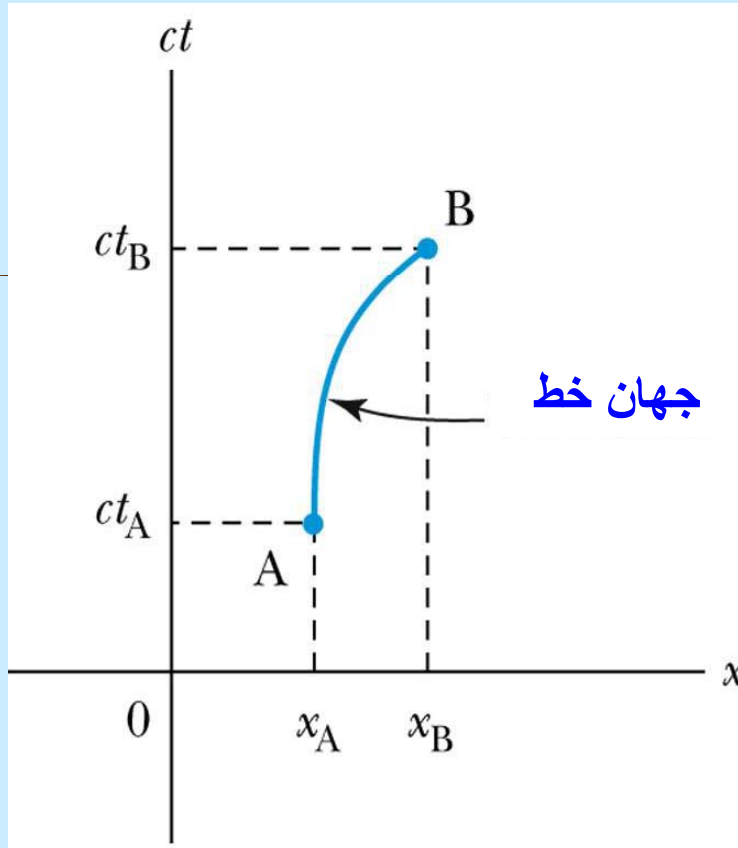
$$B'_z = \gamma(B_z + \frac{vE_y}{c^2})$$

$$B'_x = B_x$$

نتیجه: به شرطی معادلات ماکسول از لحاظ شکل تغییر نمی کنند که میدانهای الکترومغناطیسی به شکلی که قبلا بدست آوردیم باشند.



## نمایش هندسی فضا-زمان



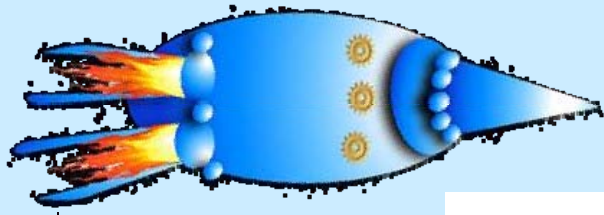
- هنگام توصیف رویدادها در نسبیت بهتر است که رویدادها را با نمودار فضا-زمان نشان دهیم .

- در این نمودار مختصات فضایی  $x$  موقعیت را مشخص می کند و بجای زمان  $t$  از  $ct$  بعنوان مختصه دیگر استفاده می کنیم . در این صورت هر دو مختصه دارای بعد طول خواهند بود.

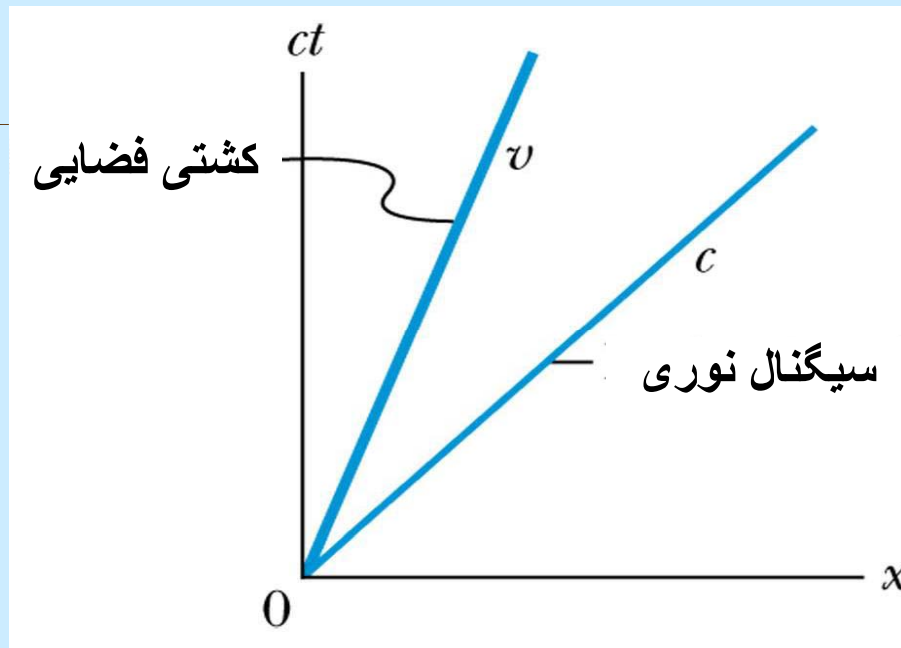
- نمودارهای فضا – زمان برای اولین بار بوسیله آچ- مینکوفسکی در سال 1908 بکار برده شد و آنرا اغلب دیاگرام مینکوفسکی می نامند . مسیرها در فضا – زمان مینکوفسکی را **جهان خط** می گویند.



## جهانخط های ویژه:



شیب جهانخط  
است  $c/v$ .



ناظرین ساکن  
روی خط قائم  
قرار دارند.

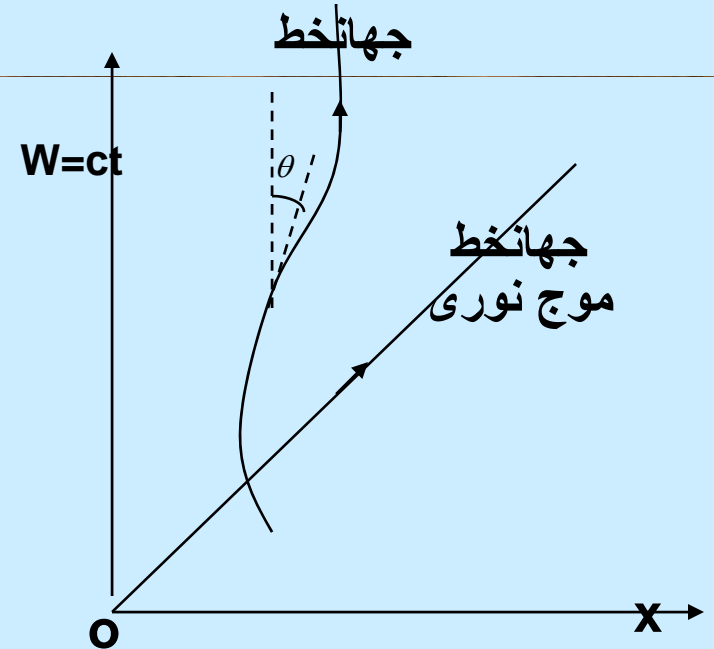
موج نوری  
دارای شیب  
 $45^\circ$  است

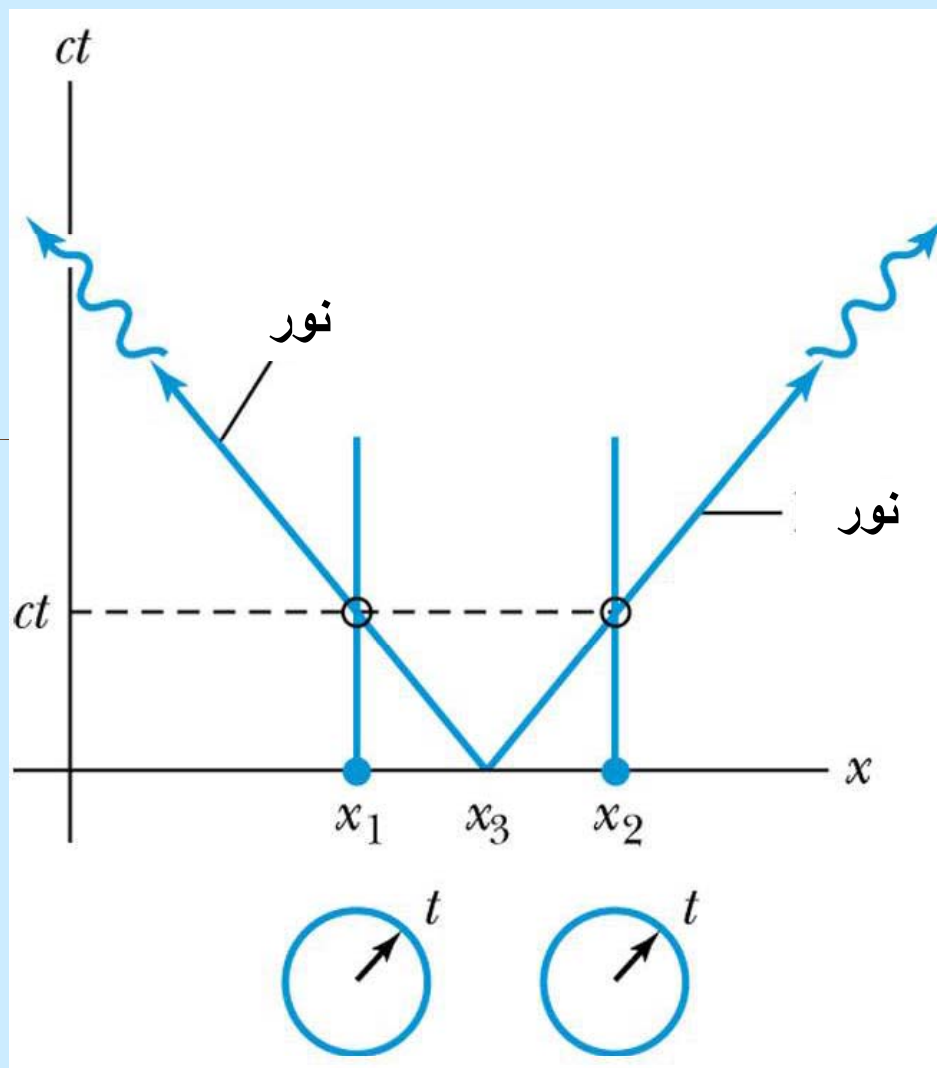


## معادلات لورنتس با استفاده از نماد جدید $w=ct$

$$x' = \frac{x - \beta w}{\sqrt{1 - \beta^2}} \quad x = \frac{x' + \beta w'}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

$$w' = \frac{w - \beta x}{\sqrt{1 - \beta^2}} \quad w = \frac{w' - \beta x'}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$



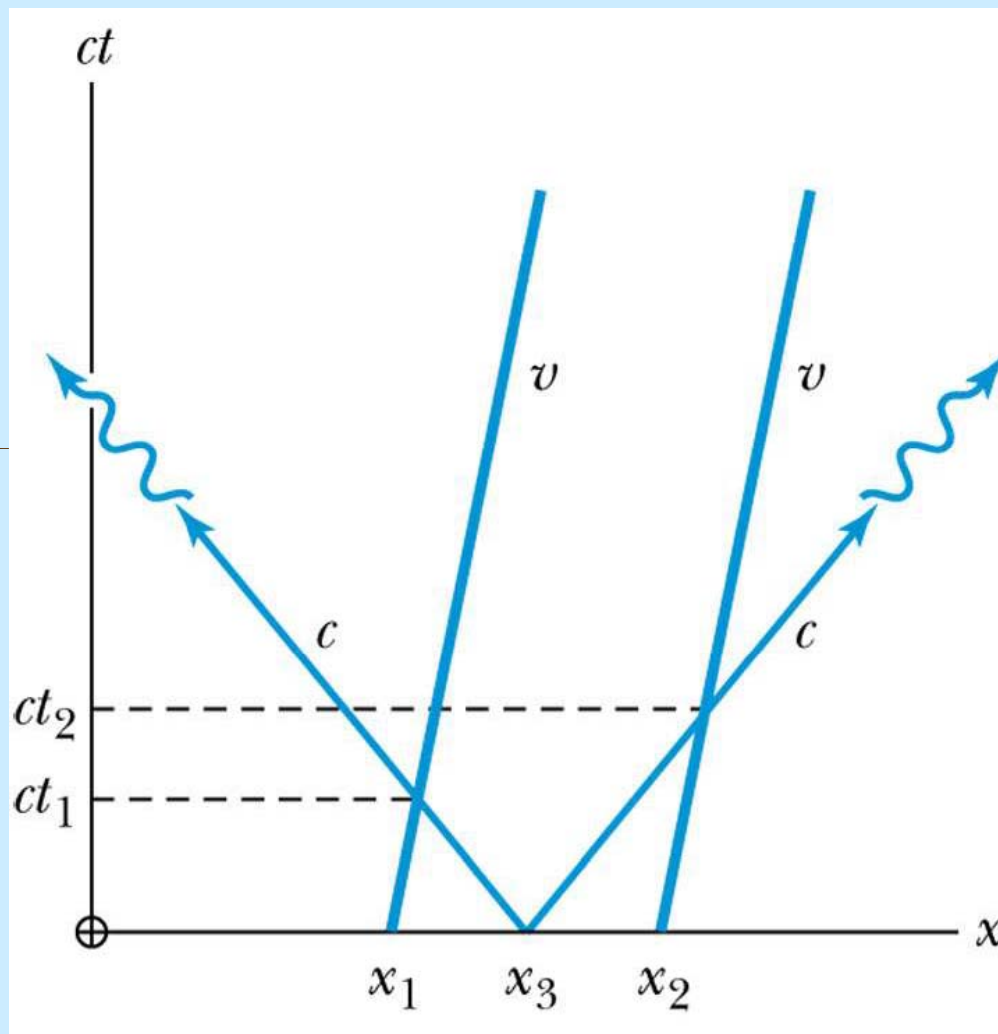


## جهانخط ها و زمان

ناظرین در  $x_1$  و  $x_2$  رویدادی را که در نقطه  $x = x_3$  در زمان  $t = 0$  روی می دهد مشاهده می کنند. رویدادی که در نقطه  $x_3$  روی می دهد میتواند برای همزمان کردن ساعت هایی که در  $x_1$  و  $x_2$  قرار دارند بکار رود.



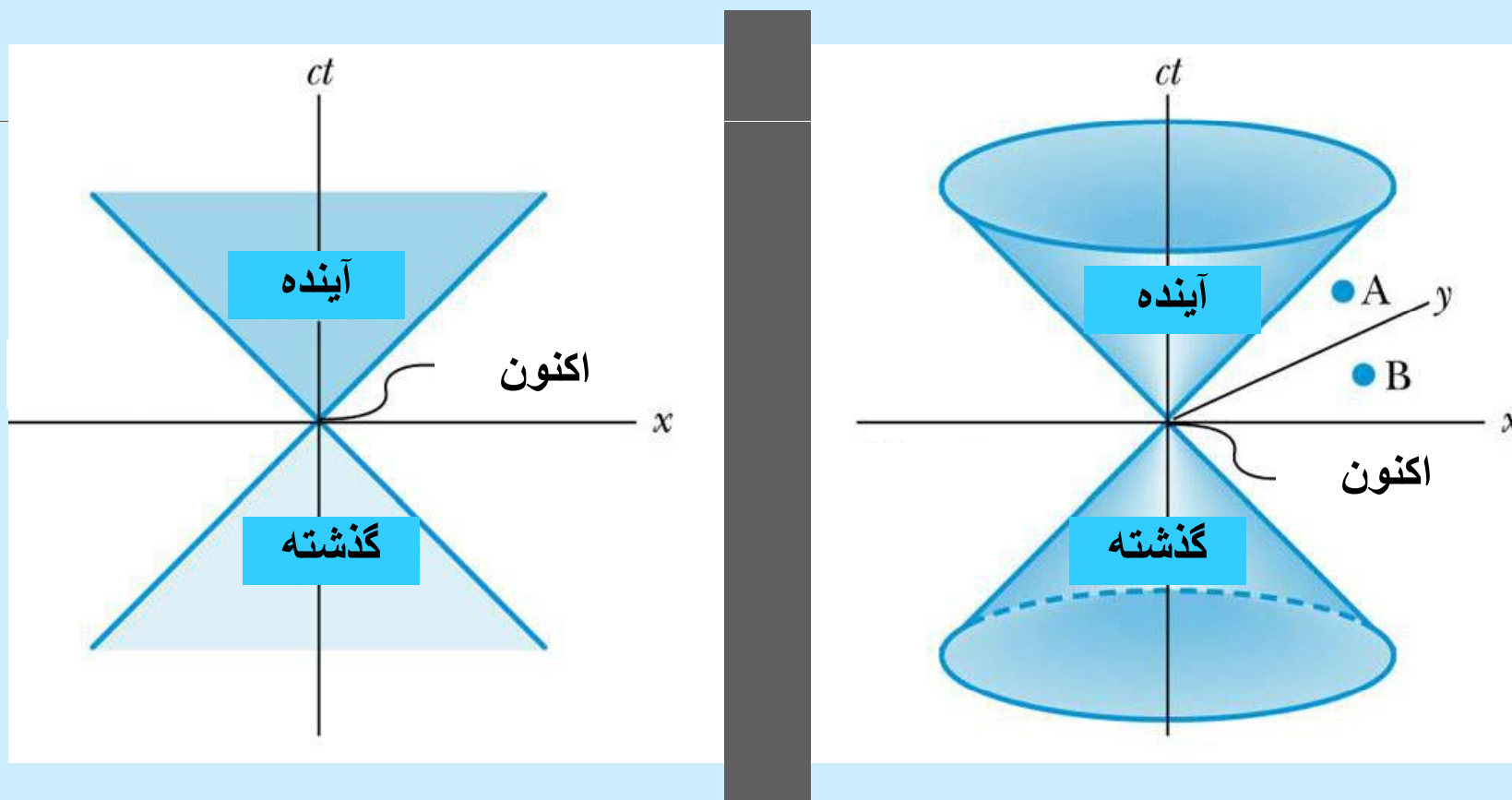
## ساعت های متحرک: همزمانی



ناظرهایی که  
در چهارچوب  
متحرک با  
سرعت  $v$   
رویداد اتفاق افتاده  
در  
 $x = x_3$  در لحظه  $t$   
 $= 0$  در زمانهای  
مختلفی مشاهده  
می کنند..

## مخروط نوری

گذشته ، حال و آینده به اسانی در دیاگرام های فض-زمان مشخص می شود و اگر بعد فضایی دیگر به آن اضافه شود این نواحی به مخروط تبدیل می شوند .



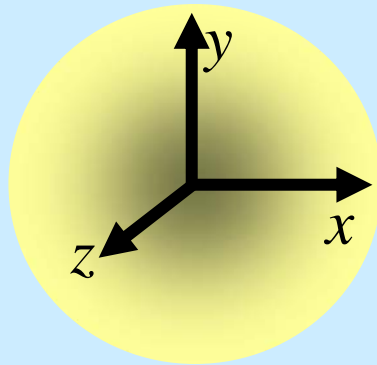


## بازه فضا- زمان

- بخاطر دارید که کلیه ناظرها سرعت نور را بدون توجه به سرعت خود یکسان اندازه می گیرند بنابراین جبهه های موج نور را کروی می بینند.

$$s^2 = x^2 + y^2 + z^2 - c^2 t^2 = (x')^2 + (y')^2 + (z')^2 - c^2 (t')^2 = (s')^2$$

این بازه را می توان بر حسب متریک فضا-زمان چنین نوشت:



$$s^2 = \begin{bmatrix} x & y & z & ct \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ y \\ z \\ ct \end{bmatrix}$$



## ناورداهای فضا-زمان

- کمیت  $\Delta s^2$  بین دو رویداد در هر چارچوبی ناوردا است .
- $\Delta s$  را بازه فضا-زمان بین دو رویداد می نامند.

● سه احتمال برای  $\Delta s^2$  وجود دارد:

- $\Delta s^2 = 0: \Delta x^2 = c^2 \Delta t^2$ , نورگونه می گویند. این جدایی را نورگونه می گویند.
- $\Delta s^2 > 0: \Delta x^2 > c^2 \Delta t^2$ , هیچ سیگنالی نمی تواند آنقدر سریع باشد که این دو رویداد را به هم وصل کند و این جدایی را فضاگونه می گویند.
- $\Delta s^2 < 0: \Delta x^2 < c^2 \Delta t^2$ , دوررویداد به هم مربوط می شوند و این جدایی را زمانگونه می گویند.





## پارادکس های نسبیت خاص

- چندین پارادکس در نسبیت خاص وجود دارد . این تناقضات به علت چسبیدن به مفاهیم گالیله از زمان و مکان در یک لحظه از زمان حاصل می شود.

- یکی از این پارادکس ها ، پارادکس دوقلوها است.



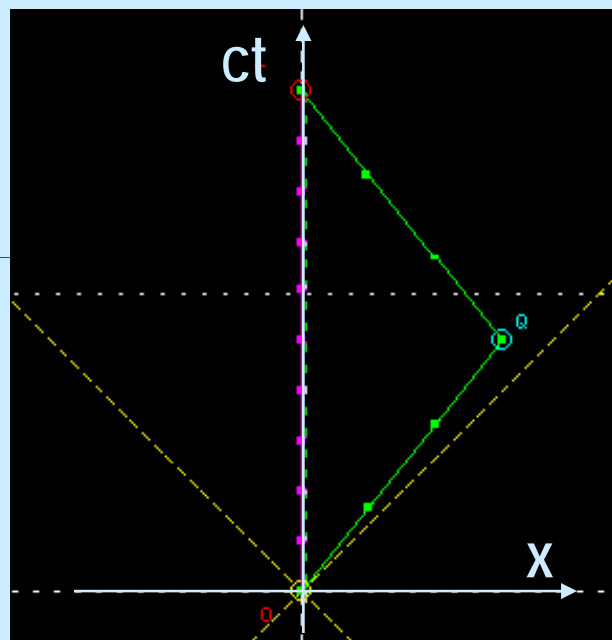
## پارادکس دوقلوها

کیوان در شانزدهمین سال تولد خود سوار سفینه فضایی خود شده و با سرعت  $0.8c$  به فضا می رود برادرش در خانه می ماند مسافرت کیوان طبق ساعت خودش ۶ سال طول می کشد و بهرام :

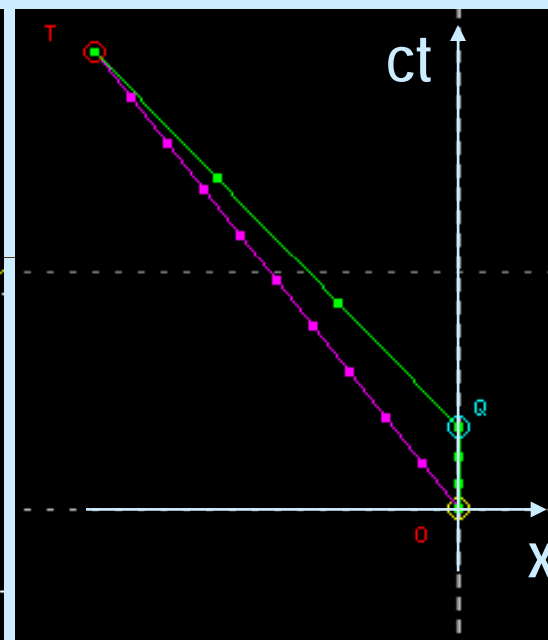
$$6/\sqrt{1-(0.8c/c)^2} = 10 \text{ سال}$$

پارادکس در این جاست که از نظر کیوان این بهرام است که به مسافرت رفته است آیا او باید جوانتر بماند؟

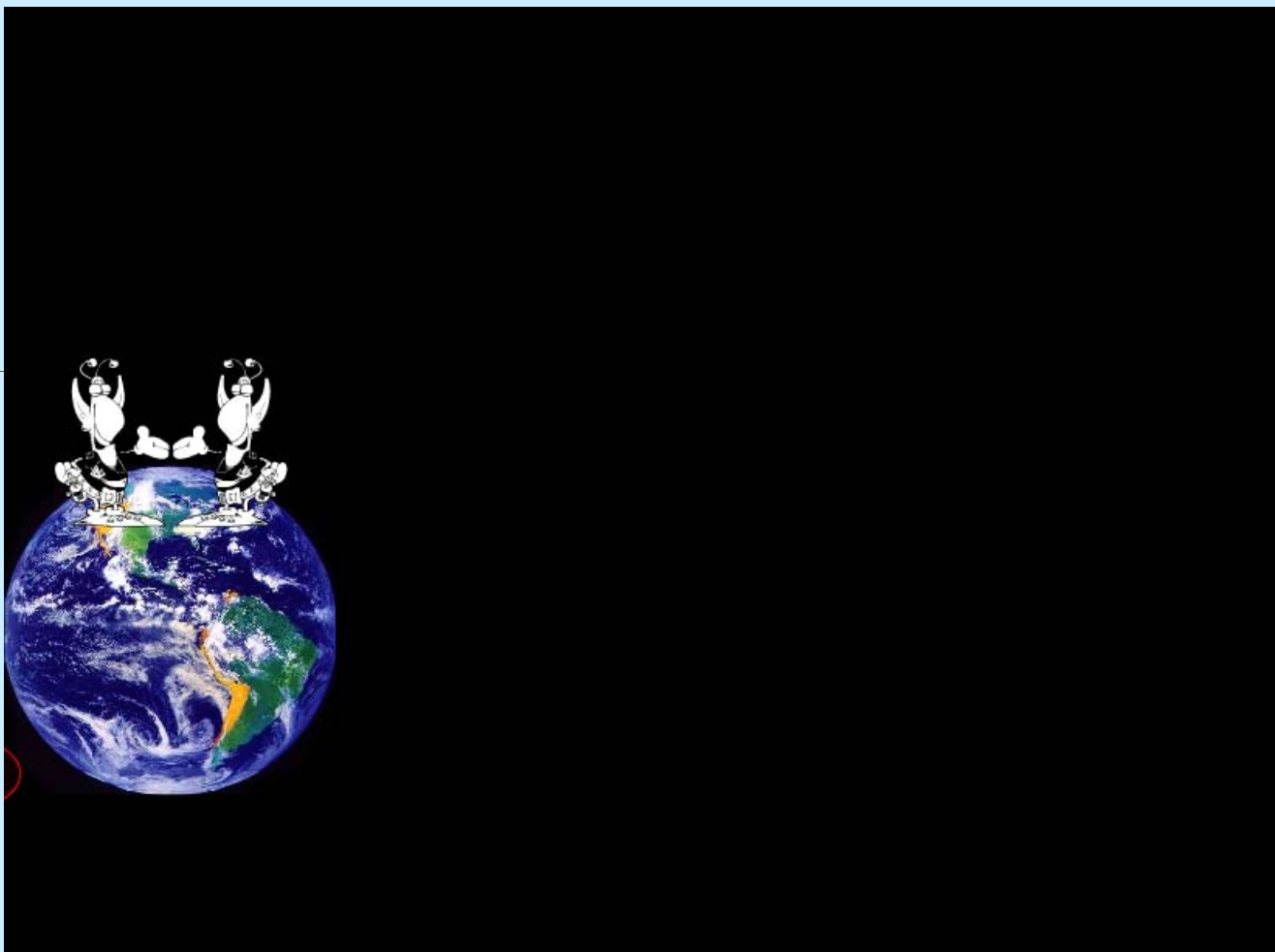
### چارچوب بهرام



### چارچوب کیوان

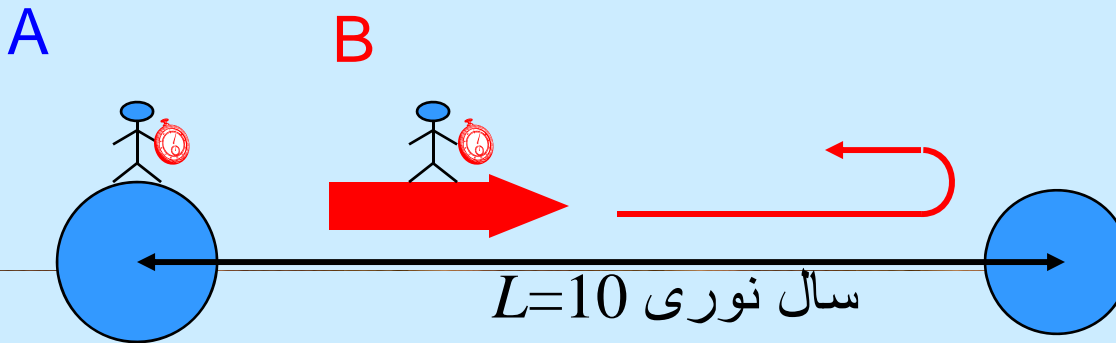


**کیوان دوچارچوب مرجع دارد!**





## مثال - پارادکس دوقلوها :



$$\beta = .999$$

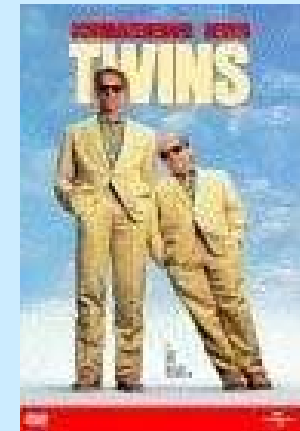
$$\gamma = 22.37$$

ساعت A:

$$\text{زمان رفت} = \frac{10 \text{ light years}}{.999c} = 10.01 \text{ years}$$

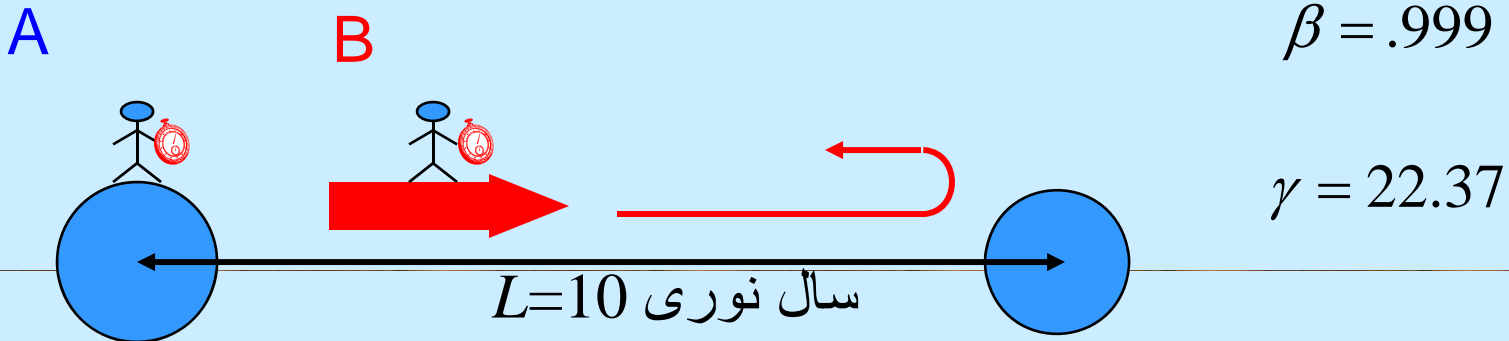
$$\text{زمان برگشت} = \frac{10 \text{ light years}}{.999c} = 10.01 \text{ years}$$

$$\text{زمان کل طبق ساعت A} = 20.02 \text{ years}$$





## مثال - پارادکس دو قلوها :



مشاهده ناظر A از ساعت B

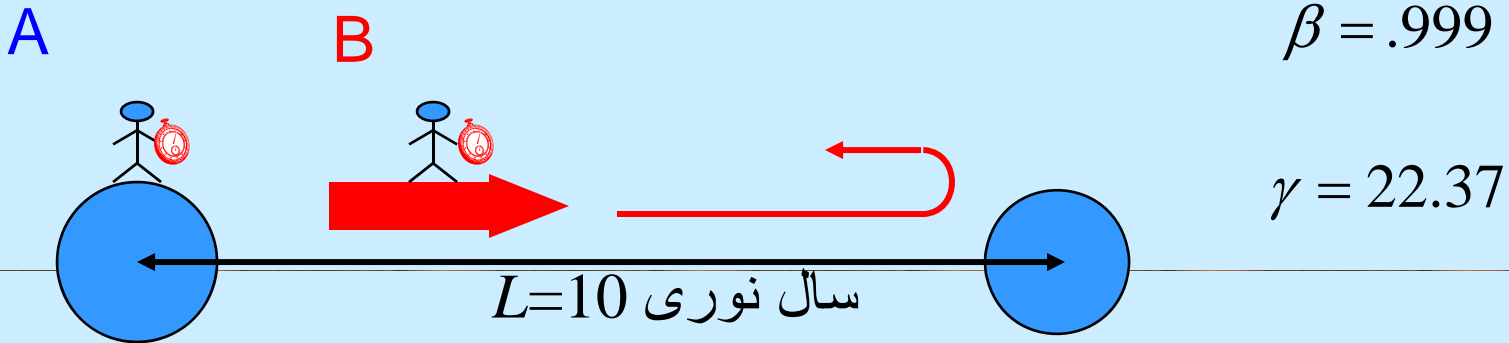
$$\text{زمان رفت} = \frac{10.01 \text{ years}}{22.37} = .4475 \text{ years}$$

$$\text{زمان برگشت} = \frac{10.01 \text{ years}}{22.37} = .4475 \text{ years}$$

مشاهده ناظر A از ساعت B = **0.895 years**



## مثال - پارادکس دو قلوها :



ساعت B:

$$\text{زمان رفت} = \frac{10 \text{ light years}}{22.37} \frac{1}{.999c} = .4475 \text{ years}$$
$$\text{زمان برگشت} = \frac{10 \text{ light years}}{22.37} \frac{1}{.999c} = .4475 \text{ years}$$

زمان کل رفت و برگشت از نظر ساعت ناظر B = **0.895 years**



## نسبیت عام (1916)

**نسبیت خاص:** فضا و زمان جهانی نیستند بلکه به وضعیت حرکت ناظرها بستگی دارد.

**نسبیت عام:** فضا و زمان کمیت های دینامیکی هستند که در حضور جرم و انرژی دچار اغتشاش می شوند. این اغتشاش را ما گرانش می نامیم.  
**ن خ:** ناظرین که نسبت به هم در چارچوب های مرجع لخت قرار دارند نمی توانند سکون را از حرکت تشخیص دهند.

**ن ع:** ناظرینی که در چارچوب های غیر لخت قرار دارند نمی توانند شتاب را از آثار گرانشی تشخیص دهند ( اصل هم ارزی )



## اصل هم ارزی

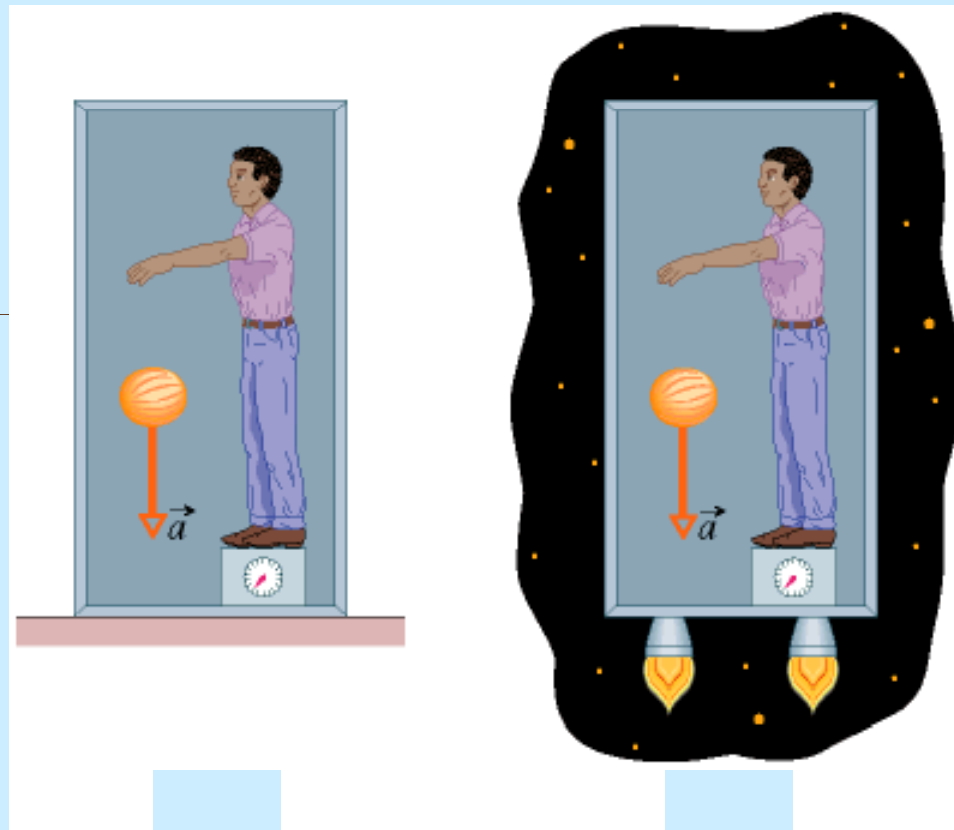
---

**گاليله:** کلیه اجسام در میدان گرانشی زمین مستقل از جرمشان با شتاب یکسان سقوط می کنند. این شتاب 980 متر بر مجذور ثانیه است.

**انشتین:** این اصل عمیقی است زیرا می گوید جسمی که آزادانه سقوط می کند نیروی گرانشی را احساس نمی کند



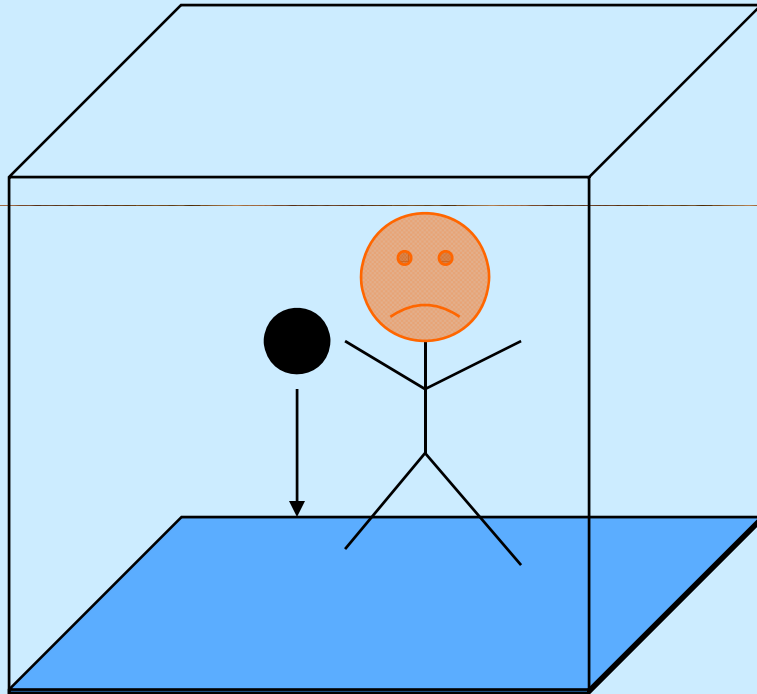
## اصل هم ارزی



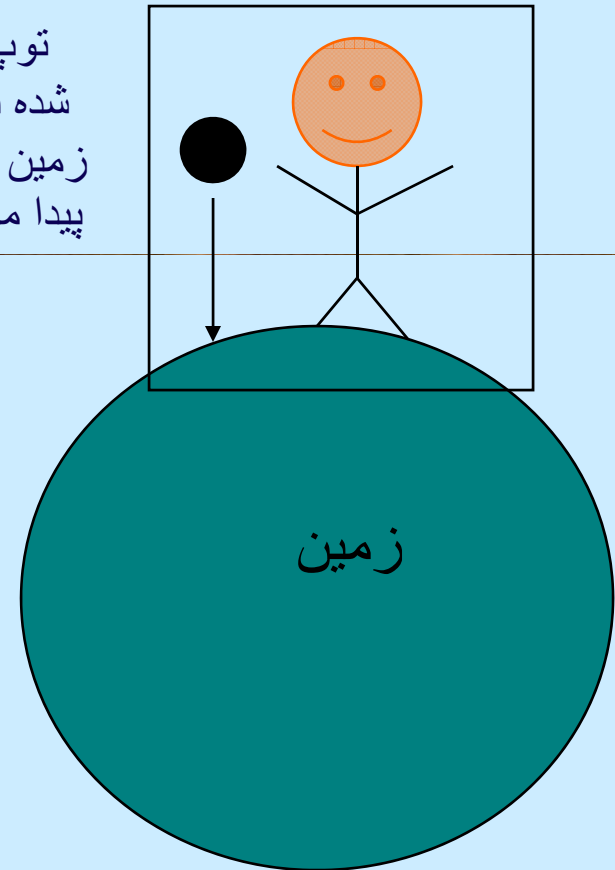
البرت انشتین می گوید: در اداره ثبت اختراعات در برن بودم که ناگهان این فکر مرا مشغول کرد: اگر شخصی آزادانه سقوط کند وزن خود را احساس نخواهد کرد. این فکر ساده تاثیر بزرگی در من ایجاد کرد و من را بسوی گرانش سوق داد.



ناظر A ساکن روی سطح زمین  
در اتاقکی با شتاب B ناظر  
980 متر بر مجذور ثانیه  
در فضای خارج به بالا می رود



توپ رها  
شده بسوی  
زمین شتاب  
پیدا می کند



آزمایش ذهنی انشتین



## هم ارزی شتاب و گرانش

---

این دو ناظر اثر فیزیکی یکسانی را احساس می کنند، تفاوت بین دو وضعیت زیر مشهود نیست :

1- سفینه در ناحیه ای که میدان گرانشی وجود ندارد نسبت به یک چارچوب لخت شتاب دارد.

2- سفینه در ناحیه ای که میدان گرانشی یکنواختی وجود دارد نسبت به یک چارچوب لخت بدون شتاب است .



## خم شدن پرتوهای نور در میدان گرانشی

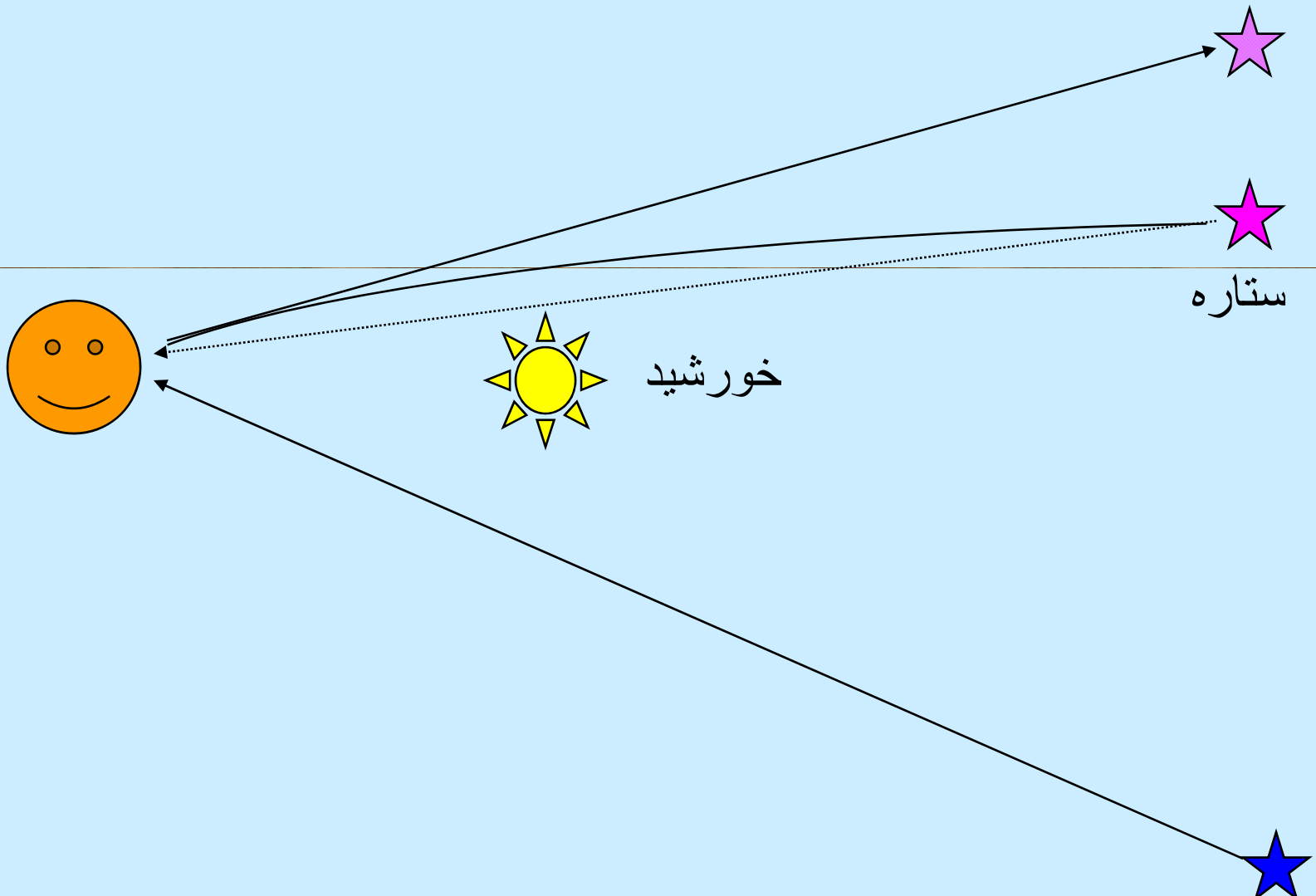
---

از رصد کسوف سال 1919 در شمال شرقی برزیل این پیش بینی نسبیت عام که:  
نور ستاره ای که از کنار خورشید می گذرد خم شده و بنظر می رسد  
که ستاره جابجا شده است  
تئوری نسبیت عام پیش بینی می کند که نور دوبرابر گرانشی منحرف می شود.



نور بوسیله میدان گرانشی خورشید خم می شود.

تصویر ستاره

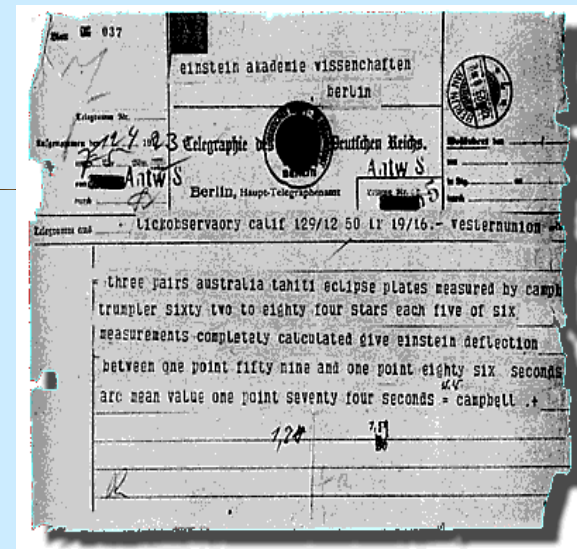


ستاره

خورشید



## در سال 1919 ادینگتون کسوف خورشید را مشاهده کرد و نظریه نسبیت عام انشتین اثبات شد...



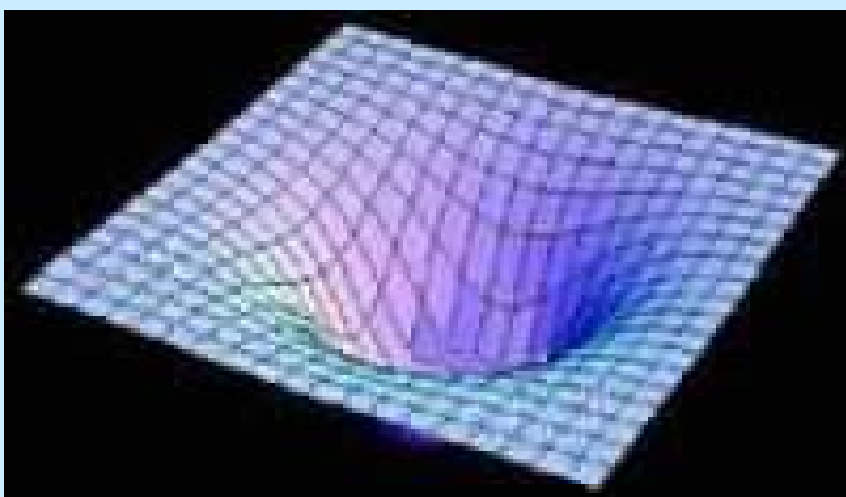
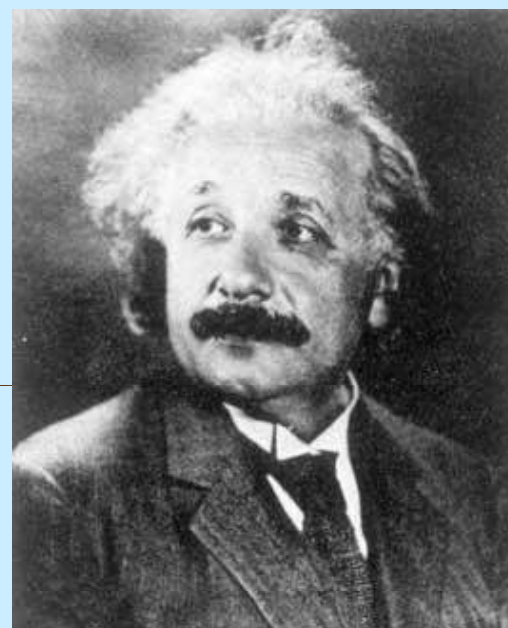
تایمز لندن - 8 نوامبر 1919

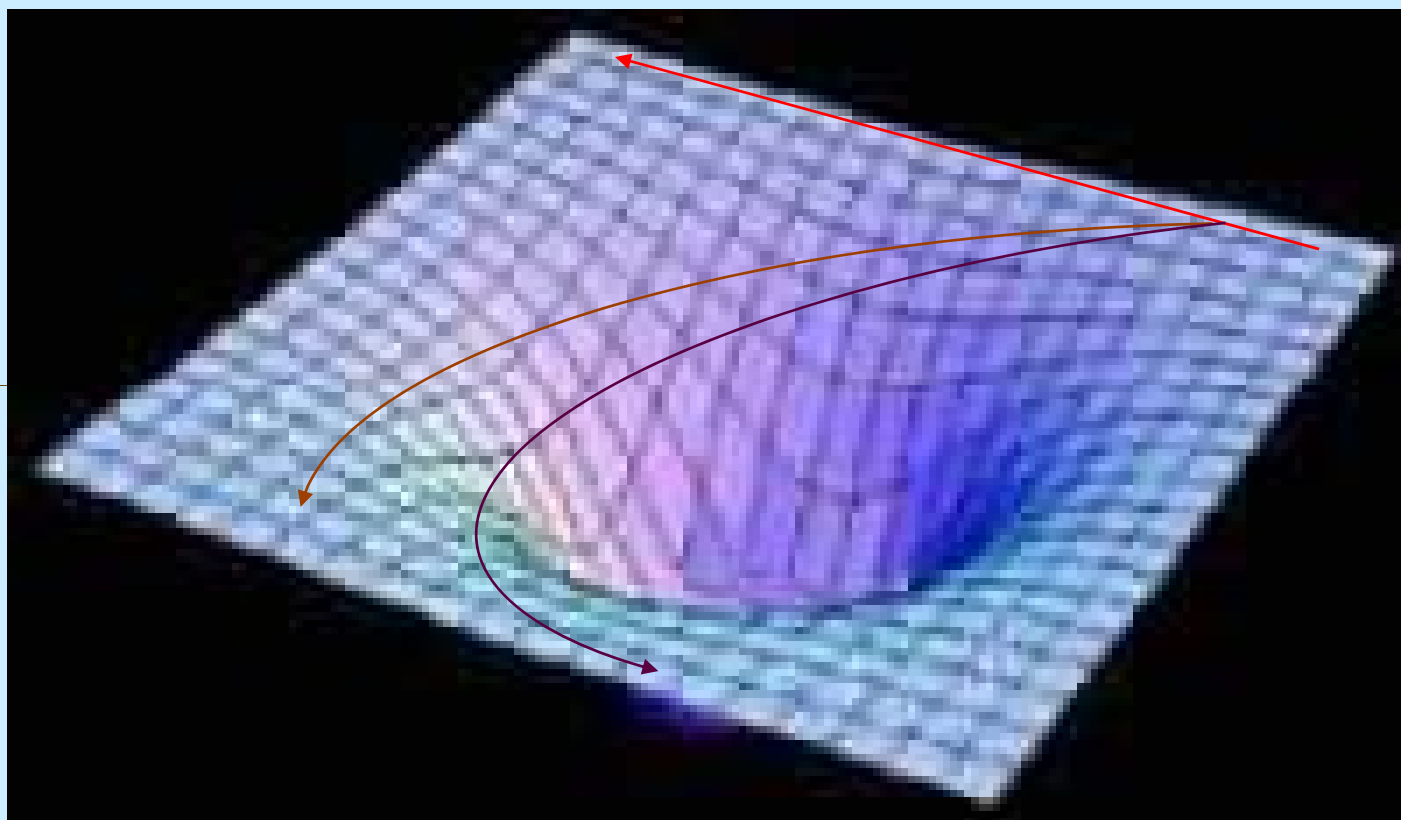
انقلابی در علم : انشتین در مقابل نیوتون



## نسبیت عام انشتین

ستاره های ثقیل اجسام مجاور خود را  
با اغتشاش در فضا زمان جذب می کنند.





نزدیکترین مسیرهای ممکن در فضای خمیده





**انشتین**: از نظر یک ناظر شتابدار ، فضا خمیده است و پرتوهای نور مستقیم ترین مسیر ممکن را در این فضای خمیده طی می کنند.

**نسبیت خاص**: ناظرهای که نسبت به هم در حرکت نسبی یکنواخت هستند نظرهای متفاوتی در باره بازه های فضا - زمان هستند.

**نسبیت عام**: ناظرهای شتابدار نظرهای متفاوتی در باره هندسه فضا دارند

**میدان گرانشی متناظر با انحنای فضا زمان است .**

گرانش نیرو نیست، انحنای فضا-زمان است.

آلبرت انشتین





اصل نسبیت عام:

در سال 1916 انشتین اصل نسبیت عام را بیان کرد.

گرانش نیرو نیست بلکه انحنای فضا زمان است.

در سال 1919 اثبات شد که نور ستارگان هنگام عبور از مجاورت خورشید منحرف می شود و در کسوف خورشیدی این مسئله به اثبات رسید.

[www.salampnu.com](http://www.salampnu.com)

## سایت مرجع دانشجوی پیام نور

- ✓ نمونه سوالات پیام نور : بیش از ۱۱۰ هزار نمونه سوال همراه با پاسخنامه
- تستی و تشریحی
- ✓ کتاب ، جزوه و خلاصه دروس
- ✓ برنامه امتحانات
- ✓ منابع و لیست دروس هر ترم
- ✓ دانلود کاملاً رایگان بیش از ۱۴۰ هزار فایل مختص دانشجویان پیام نور

[www.salampnu.com](http://www.salampnu.com)