# 第1次作业

#### 1-1

谈谈你对 SR 中两个基本原理的理解;

光速不变原理: 在任意惯性参考系中, 真空中的光速具有相同的大小。

这一原理与经典力学中的速度叠加原理相矛盾,是狭义相对论的核心。由此导出的洛伦兹变换取代了经典力学中的伽利略变换。彻底改变了人们对时间、空间和运动的理解,为现代物理学奠定了基础。

相对性原理:惯性观者和非惯性观者有绝对区别;在任意惯性参考系中,物理定律具有相同的形式。

相对性原理指出,没有任何惯性参考系是特殊的,物理规律不依赖于参考系的选择。这一原理否定了绝对空间和绝对时间的概念,强调了物理规律的普适性。

#### 1-2

详细推导洛伦兹变换;

假设有两个惯性参考系 S 和 S' ,其中 S' 以速度 v 沿 x 轴相对于 S 运动。两个参考系的坐标轴平行,且在 t=t'=0 时原点重合。

设同一事件在 S 系的坐标为 (t,x,y,z); 在 S' 系的坐标为 (t',x',y',z');

由于时空是均匀的,假设坐标变换是线性的,从 S 系到 S' 系的坐标变换形式上可写为:

$$\begin{cases} t' = At + Bx \\ x' = Ct + Dx \\ y' = y \\ z' = z \end{cases}$$

其中 A, B, C, D 是待定系数。

写成矩阵形式为:

$$\begin{bmatrix} t' \\ x' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} A & B \\ C & D \end{bmatrix} \begin{bmatrix} t \\ x \end{bmatrix}$$

考虑 S' 的运动方程。在 S 系中 x=vt,在 S' 系中 x'=0,于是:

$$\begin{bmatrix} t' \\ 0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} A & B \\ C & D \end{bmatrix} \begin{bmatrix} t \\ vt \end{bmatrix}$$

由此可得:

$$C + Dv = 0$$

考虑 S 的运动方程。在 S 系中 x=0,在 S' 系中 x'=-vt',于是:

$$egin{bmatrix} t' \ -vt' \end{bmatrix} = egin{bmatrix} A & B \ C & D \end{bmatrix} egin{bmatrix} t \ 0 \end{bmatrix}$$

由此可得:

$$C + Av = 0$$

因此 A=D,引入  $\gamma$  使得  $A=D=\gamma$ ,则  $C=-\gamma v$ 

洛伦兹变换矩阵目前可写为:

$$\begin{bmatrix} A & B \\ C & D \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & B \\ -\gamma v & \gamma \end{bmatrix}$$

假设在 t=t'=0 时,从原点发出一束沿 x 轴正向传播的光。根据光速不变原理,光在 S 和 S' 中的传播速度均为 c。

在S系中,光子的运动方程为:

$$x = ct$$

在S'系中,光子的运动方程为:

$$x' = ct'$$

代入洛伦兹变换:

$$\begin{bmatrix} t' \\ ct' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & B \\ -\gamma v & \gamma \end{bmatrix} \begin{bmatrix} t \\ ct \end{bmatrix}$$

由此可得:

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

至此, 洛伦兹变换矩阵为:

$$egin{bmatrix} \gamma & -rac{\gamma v}{c^2} \ -\gamma v & \gamma \end{bmatrix} = \gamma(v) egin{bmatrix} 1 & rac{-v}{c^2} \ -v & 1 \end{bmatrix}$$

S' 相对 S 沿 x 轴正方向以速度 v 匀速运动。相对的,S 相对 S' 沿 x' 正方向以速度 -v 运动,因此有:

$$\begin{bmatrix} t \\ x \end{bmatrix} = \gamma(-v) \begin{bmatrix} 1 & \frac{v}{c^2} \\ v & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} t' \\ x' \end{bmatrix} = \gamma(-v)\gamma(v) \begin{bmatrix} 1 - v^2/c^2 & 0 \\ 0 & 1 - v^2/c^2 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} t \\ x \end{bmatrix}$$

前后对比可得:

$$\gamma(-v)\gamma(v)egin{bmatrix} 1-v^2/c^2 & 0 \ 0 & 1-v^2/c^2 \end{bmatrix}=I$$

由时空的均匀性,  $\gamma(-v) = \gamma(v)$ , 因此:

$$\gamma^2egin{bmatrix} 1-v^2/c^2 & 0 \ 0 & 1-v^2/c^2 \end{bmatrix}=I$$

从中解得:

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

综上, 洛伦兹变换矩阵为:

$$egin{bmatrix} \gamma & -rac{\gamma v}{c^2} \ -\gamma v & \gamma \end{bmatrix} = \gamma egin{bmatrix} 1 & -v/c^2 \ -v & 1 \end{bmatrix}$$

从 S 系到 S' 系的洛伦兹变换为:

$$egin{cases} t' = \gamma \left(t - rac{vx}{c^2}
ight) \ x' = \gamma (x - vt) \ y' = y \ z' = z \end{cases}$$

#### 1-3

列出尽可能多的洛伦兹标量;

光速 c;

时空间隔  $ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2$ ;

固有时  $\mathrm{d}\tau = \mathrm{d}s/c$ ;

静止质量  $m_0$ ;

电荷Q;

电磁场的两个洛伦兹不变量:

$$F^{\mu
u}F_{\mu
u}=2\left(ec{B}^2-rac{ec{E}^2}{c^2}
ight)$$

$$rac{1}{2}arepsilon_{\mu
u
ho\sigma}F^{\mu
u}F^{
ho\sigma}=rac{ec{E}\cdotec{B}}{c}$$

作用量  $S=\int \mathcal{L}\mathrm{d}^4x$  ;

四维动量模方:

$$P^{\mu}P_{\mu}=rac{E^{2}}{c^{2}}-ec{p}^{2}=m_{0}^{2}c^{2}$$

四维电流密度模方:

$$J^\mu J_\mu = c^2 
ho^2 - ec J^2$$

四维电磁势模方:

$$A^\mu A_\mu = rac{\phi^2}{c^2} - ec A^2$$

能-动张量的迹  $T^{\mu}_{\mu}$ ;

## 1-4

推导速度的变换公式;

洛伦兹变换:

$$egin{cases} t' = \gamma \left(t - rac{vx}{c^2}
ight) \ x' = \gamma (x - vt) \ y' = y \ z' = z \end{cases}$$

其中,  $\gamma=1/\sqrt{1-v^2/c^2}$ 

取微分得:

$$egin{cases} \mathrm{d}t' = \gamma \left(\mathrm{d}t - rac{v\mathrm{d}x}{c^2}
ight) \ \mathrm{d}x' = \gamma (\mathrm{d}x - v\mathrm{d}t) \ \mathrm{d}y' = \mathrm{d}y \ \mathrm{d}z' = \mathrm{d}z \end{cases}$$

速度:

$$u_x' = rac{\mathrm{d}x'}{\mathrm{d}t'} = rac{\gamma(\mathrm{d}x - v\mathrm{d}t)}{\gamma\left(\mathrm{d}t - rac{v\mathrm{d}x}{c^2}
ight)} = rac{\mathrm{d}x - v\mathrm{d}t}{\mathrm{d}t - rac{v\mathrm{d}x}{c^2}} = rac{\mathrm{d}x/\mathrm{d}t - v}{1 - rac{v}{c^2}\mathrm{d}x/\mathrm{d}t}$$
 $= rac{u_x - v}{1 - vu_x/c^2}$ 
 $u_y' = rac{\mathrm{d}y'}{\mathrm{d}t'} = rac{\mathrm{d}y}{\gamma\left(\mathrm{d}t - rac{v\mathrm{d}x}{c^2}
ight)} = rac{\mathrm{d}y/\mathrm{d}t}{\gamma\left(1 - rac{v\mathrm{d}x/\mathrm{d}t}{c^2}
ight)}$ 
 $= rac{u_y}{\gamma\left(1 - vu_x/c^2\right)}$ 

同理有:

$$u_z' = rac{u_z}{\gamma \left(1 - v u_x/c^2
ight)}$$

#### 1-5

谈谈你对参考系和坐标系的理解;

参考系:参考系是描述物体运动时所选择的观察视角或背景框架。参考系是物理实体,通常与某个物体或系统相关联。参考系的选择是相对的,不同参考系中观察到的运动可能不同。

坐标系: 坐标系是用于量化物体位置的数学工具。它通过一组坐标,比如 (x,y,z),来描述物体在空间中的位置。

参考系需要通过坐标系来量化物体的位置和运动;坐标系是参考系的数学工具,用于将参考系中的物理量(如位置、速度)转化为可计算的数值。

#### 1-6

谈谈坐标时和固有时的区别和联系;

坐标时:在某个特定的参考系中,由该参考系的坐标系定义的时间。

固有时:是指在一个物体自身的参考系中,由该物体携带的时钟所测量的时间。

固有时和坐标时之间的关系为:

$$\mathrm{d}\tau = \frac{\mathrm{d}t}{c}$$

坐标时是相对的,依赖于所选取的参考系。它不能直接被测量,仅在计算中具有意义。

固有时是绝对的,与参考系的选择无关。它反映了事件之间最本质的时间间隔,是可以被实际测量的。

#### 1-7

详细谈谈对尺缩和钟慢这两个典型效应的理解;

## 尺缩效应

尺缩效应指的是,当一个物体以接近光速的速度运动时,在运动方向上,其长度会缩短。这种缩短只在运动方向上发生,垂直于运动方向的长度不受影响。

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

其中,L 是观察者测量到的运动物体的长度; $L_0$  是运动物体的固有长度;v 是运动物体相对观察者的速度。

尺缩效应强调了空间测量的相对性,不同参考系中的观察者对同一物体的长度测量结果不同。

## 钟慢效应

钟慢效应指的是,当一个时钟以接近光速的速度运动时,观察者会看到这个时钟的时间流逝变慢。

钟慢效应的公式为:

$$\Delta t = rac{\Delta t_0}{\sqrt{1-v^2/c^2}}$$

其中, $\Delta t$  是观察者测量到的运动时钟的时间间隔; $\Delta t_0$  是时钟在静止参考系中的固有时间间隔(即静止时间);v 是运动时钟相对于观察者的速度。

钟慢效应强调了时间测量的相对性,不同参考系中的观察者对同一事件的时间间隔测量结果不同。

#### 1-8

解释双生子效应(佯谬);

假设有一对双胞胎,A留在地球,B乘坐高速飞船进行太空旅行后返回。

为了比较 A 的固有时  $\tau_1$  和 B 的固有时  $\tau_2$ ,不妨比较微元  $d\tau_1$  和  $d\tau_2$ ,由于地球视为惯性参考系,于是

$$d\tau = \sqrt{-ds^2} = \sqrt{dt^2 - dx^2}$$

而对 A 来说, $\mathrm{d}x=0$ ,因此相同的  $\mathrm{d}t$  下  $\mathrm{d}\tau_1>\mathrm{d}\tau_2$ ,因此  $\tau_1>\tau_2$ ,即 A 比 B 更老。

但 B 运动过程还包含了加速和减速过程,其不是惯性参考系,因此上述分析不能反着来得到 B 比 A 老的结论。

#### 1-9

列举尽可能多的例子来理解 SR 中的"相对的"和"绝对的"。

## 相对的

时间间隔:不同参考系中的观察者会测量到不同的时间间隔。

长度:物体在运动方向上的长度会因参考系不同而发生变化(尺缩效应)。

同时性:两个事件是否同时发生取决于观察者的参考系。

速度: 物体的速度在不同参考系中测量结果不同。

动能:物体的动能依赖于观察者的参考系。

动量: 动量的大小和方向因参考系不同而变化。

电磁场: 电场和磁场的测量结果取决于观察者的参考系。

多普勒效应: 光的频率和波长在不同参考系中测量结果不同。

角动量: 角动量的测量结果依赖于观察者的参考系。

# 绝对的

光速: 真空中的光速在所有惯性参考系中保持不变。

时空间隔:两个事件之间的时空间隔在所有惯性参考系中相同。

因果关系:如果两个事件有因果关系,它们的顺序在所有参考系中一致。

物理定律: 所有惯性参考系中的物理定律形式相同。

能量-动量关系:能量和动量的关系在所有参考系中一致。

电荷:物体的电荷量在所有参考系中相同。

静质量:物体的静质量在所有参考系中不变。

熵: 系统的熵在所有参考系中相同。

# 第1节作业

#### 1-1

写出三维欧氏空间的线元(直角、球坐标系)。

直角坐标系:

$$\mathrm{d}s^2 = \mathrm{d}x^2 + \mathrm{d}y^2 + \mathrm{d}z^2$$
  $\eta_{ij} = \mathrm{diag}\left(1, 1, 1
ight)$ 

球坐标系:

$$\mathrm{d}s^2 = \mathrm{d}r^2 + r^2\mathrm{d} heta^2 + r^2\sin^2 heta\mathrm{d}\phi^2 \ \eta_{ij} = \mathrm{diag}\left(1, r^2, r^2\sin^2 heta
ight)$$

## 1-2

写出二维球面的线元;写出二维环面的线元。

设球面半径为常数 R, 二维球面线元:

$$ds^2 = R^2 d\theta^2 + R^2 \sin^2 \theta d\phi^2$$

设环心到管中心的距离为常数 R,环面的管半径为常数 r,环面管的极角为  $\phi$ ,环面的方位角为  $\theta$ ,则二维环面上一点有两个自由度,其直角坐标 (x,y,z) 与  $(\phi,\theta)$  坐标的关系为:

$$\begin{cases} x = (R + r\cos\theta)\cos\phi \\ y = (R + r\cos\theta)\sin\phi \\ z = r\sin\theta \end{cases}$$

微分:

$$\begin{cases} \mathrm{d}x = -\left(R + r\cos\theta\right)\sin\phi\mathrm{d}\phi - r\sin\theta\cos\phi\mathrm{d}\theta\\ \mathrm{d}y = \left(R + r\cos\theta\right)\cos\theta\mathrm{d}\phi - r\sin\theta\sin\phi\mathrm{d}\theta\\ \mathrm{d}z = r\cos\theta\mathrm{d}\theta \end{cases}$$

二维环面线元:

$$ds^{2} = dx^{2} + dy^{2} + dz^{2}$$

$$= [-(R + r \cos \theta) \sin \phi d\phi - r \sin \theta \cos \phi d\theta]^{2}$$

$$+ [(R + r \cos \theta) \cos \theta d\phi - r \sin \theta \sin \phi d\theta]^{2}$$

$$+ (r \cos \theta d\theta)^{2}$$

$$= (R + r \cos \theta)^{2} d\phi^{2} + r^{2} d\theta^{2}$$

#### 1-3

推导一般洛伦兹变换。

设有两个惯性系 S,S',同一事件 P 在其中的坐标分别用  $(x_0,x_1,x_2,x_3),(x_0',x_1',x_2',x_3')$  表示,其中  $x_0=ct,x_0'=ct'$ 。

约定希腊字母代表 0,1,2,3,英文字母代表 1,2,3。

考虑在 S 中以速度  $u_i$  做匀速直线运动的**光子**,由于一切惯性系都平权,因此在 S' 系中观测,此粒子仍做匀速直线运动,速度记为  $u_i'$ ,因此有运动方程:

$$egin{cases} x_i = x_{i0} + u_i(t-t_0) \ x_i' = x_{i0}' + u_i'(t'-t_0') \end{cases}$$

其中,  $x_{i0}, x'_{i0}, t_0, t'_0$  均为常数。

又光子以光速运动,而真空中光速在不同惯性系中恒为c,因此有:

$$\left\{egin{aligned} u_i u_i &= c^2 \ u_i' u_i' &= c^2 \end{aligned}
ight.$$

引入中间变量

$$egin{cases} eta_{\mu} = eta_0 rac{u_{\mu}}{c}, & (u_0 \equiv c) \ S = rac{c}{eta_0} (t - t_0) \ \xi_{\mu} = (ct_0, x_{i0}), & \xi_{\mu}' = (ct_0', x_{i0}') \end{cases}$$

光子运动方程可写为:

$$\begin{cases} x_{\mu} = \xi_{\mu} + \beta_{\mu} S \\ x'_{\mu} = \xi'_{\mu} + \beta'_{\mu} S' \end{cases}$$

光速不变原理可写为:

$$\begin{cases} \eta_{\mu\nu}\beta_{\mu}\beta_{\nu} = 0 \\ \eta'_{\mu\nu}\beta'_{\mu}\beta'_{\nu} = 0 \end{cases}$$

设所求时空坐标变换为:

$$x'_{\mu}=f_{\mu}(x_0,x_1,x_2,x_3)$$

下面分四步求解。

#### (1) 考虑惯性系条件对变换的限制

由各惯性系的等价性知,洛伦兹变换的逆变换是唯一确定的,其充要条件是变换的雅可比行列式非零:

$$\det\left(rac{\partial f_
u}{\partial x_\mu}
ight) 
eq 0$$

于是:

$$rac{\mathrm{d}f_{\mu}}{\mathrm{d}S} = rac{\mathrm{d}x_{
u}}{\mathrm{d}S}rac{\partial f_{\mu}}{\partial x_{
u}} = eta_{
u}rac{\partial f_{\mu}}{\partial x_{
u}}$$

$$\mathrm{d}f_{\mu}=\mathrm{d}x'_{\mu}=eta'_{\mu}\mathrm{d}S'=rac{eta'_{\mu}}{eta'_{0}}\mathrm{d}f_{0}$$
 
$$rac{\mathrm{d}f_{\mu}}{\mathrm{d}f_{0}}=rac{eta'_{\mu}}{eta'_{0}}=rac{u'_{\mu}}{c}=\mathrm{const}$$
 
$$rac{eta'_{\mu}}{eta'_{0}}=rac{\mathrm{d}f_{\mu}}{\mathrm{d}f_{0}}=rac{\mathrm{d}f_{\mu}/\mathrm{d}S}{\mathrm{d}f_{0}/\mathrm{d}S}=rac{eta_{
u}\partial f_{\mu}/\partial x_{
u}}{eta_{\sigma}\partial f_{0}/\partial x_{\sigma}}=\mathrm{const}$$

上式取对数后对 S 求导:

$$rac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}S}\left[\ln\left(eta_
urac{\partial f_\mu}{\partial x_
u}
ight) - \ln\left(eta_\sigmarac{\partial f_0}{\partial x_\sigma}
ight)
ight] = 0$$

即:

$$rac{eta_
ueta_\sigmarac{\partial^2 f_\mu}{\partial x_
u\partial x_\sigma}}{eta_
urac{\partial f_\mu}{\partial x_
u}} = rac{eta_
ueta_\sigmarac{\partial^2 f_0}{\partial x_
u\partial x_\sigma}}{eta_
urac{\partial f_0}{\partial x_
u}}$$

令上式左右恒等于  $2eta_\sigma\psi_\sigma,\psi_\sigma=\psi_\sigma(x_0,x_1,x_2,x_3)$ ,则:

$$eta_
ueta_\sigmarac{\partial^2 f_\mu}{\partial x_
u\partial x_\sigma}=2eta_
urac{\partial f_\mu}{\partial x_
u}eta_\sigma\psi_\sigma$$

注意到:

$$egin{aligned} 2eta_
u rac{\partial f_\mu}{\partial x_
u} eta_\sigma \psi_\sigma &= eta_
u rac{\partial f_\mu}{\partial x_
u} eta_\sigma \psi_\sigma + eta_
u rac{\partial f_\mu}{\partial x_
u} eta_\sigma \psi_\sigma \ &= eta_
u rac{\partial f_\mu}{\partial x_
u} eta_\sigma \psi_\sigma + eta_\sigma rac{\partial f_\mu}{\partial x_\sigma} eta_
u \psi_
u \ &= eta_
u eta_\sigma \left( rac{\partial f_\mu}{\partial x_
u} \psi_\sigma + rac{\partial f_\mu}{\partial x_\sigma} \psi_
u 
ight) \end{aligned}$$

因此:

$$eta_
ueta_\sigmarac{\partial^2 f_\mu}{\partial x_
u\partial x_\sigma}=2eta_
urac{\partial f_\mu}{\partial x_
u}eta_\sigma\psi_\sigma=eta_
ueta_\sigma\left(rac{\partial f_\mu}{\partial x_
u}\psi_\sigma+rac{\partial f_\mu}{\partial x_\sigma}\psi_
u
ight)$$

对某一对  $(\nu, \sigma)$  有:

$$rac{\partial^2 f_\mu}{\partial x_
u \partial x_\sigma} = rac{\partial f_\mu}{\partial x_
u} \psi_\sigma + rac{\partial f_\mu}{\partial x_\sigma} \psi_
u$$

#### (2) 考虑光速不变原理对变换的限制

对比知,两式中  $eta_\sigmaeta_\lambda$  的二次式系数成正比,比例系数令为  $\lambda(x_0,x_1,x_2,x_3)$ 

$$\eta_{\mu
u}rac{\partial f_{\mu}}{\partial x_{lpha}}rac{\partial f_{
u}}{\partial x_{eta}}=\lambda\eta_{lphaeta}$$

上式对  $x_{
ho}$  求导,并令  $\partial \lambda/\partial x_{
ho}=2\lambda arphi_{
ho}$  得:

$$\eta_{\mu
u}\left(rac{\partial^2 f_\mu}{\partial x_
ho\partial x_lpha}rac{\partial f_
u}{\partial x_eta}+rac{\partial^2 f_\mu}{\partial x_
ho\partial x_eta}rac{\partial f_
u}{\partial x_lpha}
ight)=2\lambda\eta_{lphaeta}arphi_
ho$$

即:

$$2\eta_{lphaeta}\psi_{
ho}+\eta_{
holpha}\psi_{eta}+\eta_{
hoeta}\psi_{lpha}=2\eta_{lphaeta}arphi_{
ho}$$

令 ho
eq lpha,
ho
eq eta,则  $\eta_{
holpha}=\eta_{
hoeta}=0$ ,则:

$$\psi_
ho=arphi_
ho, \quad 
ho=0,1,2,3$$

$$2\psi_
ho=arphi_
ho,\quad
ho=0,1,2,3$$

综合可得:

$$egin{aligned} \psi_
ho = arphi_
ho = 0, & 
ho = 0, 1, 2, 3 \ & rac{\partial \lambda}{\partial x_
ho} = 2 \lambda arphi_
ho = 0, & \lambda = ext{const} \ & & rac{\partial^2 f_\mu}{\partial x_
ho \partial x_eta} = 0 \end{aligned}$$

这就是变换函数所要满足的线性条件。

#### (3) 确定线性变换的形式

令线性变换为:

$$x_{\mu}'=f_{\mu}=\sqrt{\lambda}\left(a_{\mu}+\eta_{
ho
ho}a_{\mu
u}x_{
u}
ight)$$

度规:

$$\eta_{00} = 1, \eta_{11} = \eta_{22} = \eta_{33} = -1$$

 $a_{\mu\nu}$  满足正交条件:

$$egin{cases} \eta_{\mu
u}a_{\mulpha}a_{
ueta} = \eta_{lphaeta} \ \eta_{\mu
u}a_{lpha\mu}a_{eta
u} = \eta_{lphaeta} \end{cases}$$

可以解出:

$$x_{\mu} = \eta_{
ho
ho} a_{
u\mu} \left(rac{x_{
u}'}{\sqrt{\lambda}} - a_{
u}
ight)$$

从 S 系看 S' 系固定点  $\mathrm{d} x_i'$  以速度  $v_i$  运动,则:

$$\mathrm{d}x_i = rac{1}{\sqrt{\lambda}}a_{0i}\mathrm{d}x_0', \quad \mathrm{d}x_0 = rac{1}{\sqrt{\lambda}}a_{00}\mathrm{d}x_0'$$
  $rac{v_i}{c} = rac{\mathrm{d}x_i}{\mathrm{d}x_0} = rac{a_{0i}}{a_{00}}$   $\eta_{\mu
u}\mathrm{d}x_\mu'\mathrm{d}x_
u' = \lambda\eta_{lphaeta}\mathrm{d}x_lpha\mathrm{d}x_eta$ 

令  $\mathrm{d}x_i'=0$  则有:

$$\mathrm{d}x_0^{\prime 2} = \lambda \mathrm{d}x_0^2 \left(1 - v^2/c^2\right)$$

当 v=0 时有  $\mathrm{d}x_0'=\mathrm{d}x_0$ ,因此  $\lambda=1$ ,于是:

$$\mathrm{d}s^2 = \eta_{\mu
u} \mathrm{d}x_\mu \mathrm{d}x_
u = -\eta_{lphaeta} \mathrm{d}x_lpha' \mathrm{d}x_eta'$$
  $x_\mu' = a_\mu + \eta_{
ho
ho}a_{\mu
u}x_
u$ 

#### (4) 根据正交归一条件确定变换系数

为简便,取 t=0 时 t'=0,且原点 O,O' 重合。则  $a_{\mu}=0$ ,洛伦兹变换简化为:

$$x'_{\mu}=\eta_{
ho
ho}a_{\mu
u}x_{
u}$$

设 S' 系相对 S 系以速度  $v_i$  做匀速直线运动,则从 S 系观测 S' 系固定点  $\mathrm{d}x_i'=0$  的速度为  $v_i$ ; 又在 S' 系观察 S 系固定的  $\mathrm{d}x_i=0$  以速度  $v_i'$  运动,则:

$$\left\{egin{aligned} a_{00}v_i &= a_{0i}c \ a_{00}v_i' &= a_{i0}c \end{aligned}
ight.$$

引入单向顺时性条件,即要求洛伦兹变换不改变时间进程的方向:

$$a_{00} = \frac{\partial t'}{\partial t} > 0$$

在正交条件中令  $\alpha = \beta = 0$  有:

$$\begin{cases} a_{00}^2 - \left(a_{10}^2 + a_{20}^2 + a_{30}^2\right) = 1\\ a_{00}^2 - \left(a_{01}^2 + a_{02}^2 + a_{03}^2\right) = 1 \end{cases}$$

可以解出变换系数:

$$egin{cases} a_{00} = rac{1}{\sqrt{1-v^2/c^2}} \equiv \gamma \ a_{0i} = \gamma rac{v_i}{c} \ a_{i0} = \gamma rac{v_i'}{c} \end{cases}$$

正交条件中取  $\alpha$ ,  $\beta$  中一个为 0 有:

$$\left\{egin{aligned} a_{00}v_i' &= a_{ik}v_k \ a_{00}v_i &= a_{ki}v_k' \end{aligned}
ight.$$

正交条件中取  $\alpha$ ,  $\beta$  均不为 0 有:

$$a_{ki}a_{kj}=-\eta_{ij}+a_{0i}a_{0j}=\delta_{ij}+\gamma^2rac{v_iv_j}{c^2}$$

定义:

$$d_{ik} = -a_{ik} + rac{a_{i0}a_{0k}}{a_{00} + 1} = -a_{ik} + (\gamma - 1)rac{v_i'v_k}{v^2}$$

则一般固有洛伦兹变换系数为:

$$egin{cases} a_{00} = \gamma \ a_{0i} = \gamma rac{v_i}{c} \ a_{i0} = -\gamma rac{d_{ij}v_j}{c} \ a_{ik} = -d_{ik} - (\gamma - 1)rac{d_{ij}v_jv_k}{v^2} \end{cases}$$

### 1-4

在  $v \ll c$  的条件下验证伽利略变换。

$$\left\{ egin{aligned} x' &= \gamma(x-vt) \ t' &= \gamma\left(t-vx/c^2
ight) \end{aligned} 
ight.$$

其中,

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

当  $v\ll c$  时, $\gamma\approx 1, vx/c^2\approx 0$ ,洛伦兹变换退化为伽利略变换:

$$\begin{cases} x' = x - vt \\ t' = t \end{cases}$$

## 1-5

证明在 Lorentz 坐标变换下线元不变。

取 c=1, 洛伦兹变换:

$$egin{cases} x' = \gamma(x-vt) \ y' = y \ z' = z \ t' = \gamma\left(t-vx
ight) \end{cases}, \quad \gamma = rac{1}{\sqrt{1-v^2}}$$

线元定义为:

$$\mathrm{d}s^2 \equiv -\mathrm{d}t^2 + \mathrm{d}x^2 + \mathrm{d}y^2 + \mathrm{d}z^2$$

要证明在 Lorentz 坐标变换下线元不变,只需要证明:

$$-dt'^{2} + dx'^{2} = -dt^{2} + dx^{2}$$

注意到:

$$\mathrm{d}x' = \gamma \left( \mathrm{d}x - v \mathrm{d}t \right)$$

$$dt' = \gamma (dt - v dx)$$

于是:

$$-dt'^{2} + dx'^{2} = \gamma^{2} \left[ -(dt - vdx)^{2} + (dx - vdt)^{2} \right]$$

$$= \gamma^{2} \cdot \left[ (v^{2} - 1) dt^{2} + (1 - v^{2}) dx^{2} \right]$$

$$= \frac{1}{1 - v^{2}} \cdot (1 - v^{2}) \left( -dt^{2} + dx^{2} \right)$$

$$= -dt^{2} + dx^{2}$$

因此在 Lorentz 坐标变换下线元不变。

#### 1-6

在  $v \ll c$  的条件下验证速度的伽利略变换。

$$\left\{ egin{aligned} u_x' &= rac{u_x - v}{1 - v u_x/c^2} \ u_y' &= rac{u_y}{\gamma \left( 1 - v u_x/c^2 
ight)} \ u_z' &= rac{u_z}{\gamma \left( 1 - v u_x/c^2 
ight)} \end{aligned} 
ight.$$

当  $v \ll c$  时, $vu_x/c^2 pprox 0, \gamma pprox 1$ ,于是速度的洛伦兹变换退化为速度的伽利略变换:

$$\left\{egin{aligned} u_x' &= u_x - v \ u_y' &= u_y \ u_z' &= u_z \end{aligned}
ight.$$

### 1-7

谈谈你对广义相对性原理的理解,给出广义相对论中的光速不变原理的表述。

广义相对性原理:物理定律在所有参考系(包括非惯性系)中形式相同。这意味着自然规律不依赖于观察者的运动状态,惯性力和引力效应在局部不可区分。引力被视为时空弯曲的表现,物质和能量决定时空几何,时空几何又影响物质运动。

广义相对论中的光速不变原理的表述:在局部惯性参考系中,光速在真空中恒为 c,且与光源和观察者的运动无关。

## 1-8

假设我们的宇宙是二维的, 且物质分布是均匀各项同性的, 写出我们宇宙的度规形式。

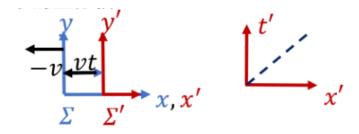
物质分布是均匀各项同性的,则度规与空间坐标无关。采用极坐标,线元为:

$$\mathrm{d}s^2 = -\mathrm{d}t^2 + a^2(t) \left(\mathrm{d}r^2 + r^2\mathrm{d}\theta^2\right)$$

度规为:

$$\eta_{\mu
u}=\mathrm{diag}\left(-1,a^2(t),a^2(t)r^2
ight)$$

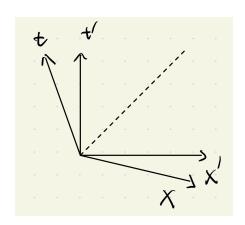
### 1-9



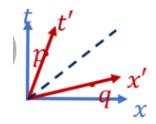
在惯性坐标系  $\Sigma'$  系中画惯性系  $\Sigma$  的坐标轴。

$$\begin{cases} x = \gamma(x' + vt') \\ t = \gamma(t' + vx') \end{cases}$$

$$x \Leftrightarrow t = \gamma (t' + vx') = 0 \Longrightarrow t' = -vx'$$



#### 1-10



在  $\Sigma$  系中证明  $\Sigma'$  系中的坐标轴正交。

$$\begin{cases} x' = \gamma(x - vt) \\ t' = \gamma(t - vx) \end{cases}$$

t'  $= \gamma(x - vt) = 0 \Longrightarrow t = x/v$ 

x'  $\Rightarrow$ :  $t' = \gamma (t - vx) = 0 \Longrightarrow t = vx$ 

事件  $p=(t_p,vt_p)$ , 事件  $q=(t_q,t_q/v)$ , 内积:

$$p \cdot q = \eta_{\mu 
u} p^{\mu} q^{
u} = - p^0 q^0 + p^1 q^1 = - t_p t_q + (v t_p) \left( t_q / v 
ight) = 0$$

因此  $\Sigma$  系中证明  $\Sigma'$  系中的坐标轴正交。

# 1-11



P,Q 两事件是否有因果关系?

P 在 Q 的光锥之外,两事件没有因果关系。

### 1-12

根据下面史瓦西时空的度规画出该时空中 (t,r) 这两维时空的光锥结构,讨论该时空中的固有时和 坐标时的关系,以及固有距离和坐标距离的关系。

$$\mathrm{d}s^2 = -f(r)\mathrm{d}t^2 + rac{\mathrm{d}r^2}{f(r)} + r^2\left(\mathrm{d} heta^2 + \sin^2 heta\mathrm{d}arphi^2
ight), \quad f(r) = 1 - rac{r_h}{r}, \quad r_h = 2GM$$

# 光锥结构

只考虑径向,  $d\theta = d\varphi = 0$ , 则线元为:

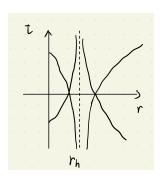
$$\mathrm{d}s^2 = -f(r)\mathrm{d}t^2 + rac{\mathrm{d}r^2}{f(r)}, \quad f(r) = 1 - rac{r_h}{r}, \quad r_h = 2GM$$
  $\mathrm{d}s^2 = 0 \Longrightarrow \left(rac{\mathrm{d}t}{\mathrm{d}r}
ight)^2 = rac{1}{f^2(r)} \Longrightarrow \mathrm{d}t = \pm rac{1}{f(r)}\mathrm{d}r = \pm rac{1}{1 - r_h/r}\mathrm{d}r$ 

积分:

$$egin{aligned} t-t_0 &= \int \mathrm{d}t = \pm \int rac{1}{1-r_h/r} \mathrm{d}r \ &= \pm \int rac{1-r_h/r+r_h/r}{1-r_h/r} \mathrm{d}r \ &= \pm \int \left(1+rac{r_h}{r-r_h}
ight) \mathrm{d}r \ &= \pm \left[r+r_h \int rac{1}{r-r_h} \mathrm{d}\left(r-r_h
ight)
ight] \ &= \pm \left(r+r_h \ln |r-r_h|
ight) \end{aligned}$$

即:

$$t=t_0\pm (r+r_h\ln |r-r_h|)$$



当  $r>r_h$  时,光锥是正常的,光可以向外或向内传播。

当  $r=r_h$  时,光锥坍缩为一条线,光无法逃逸。

当  $r < r_h$  时,光锥反转,所有光都朝向奇点 r = 0 传播。

# 固有时和坐标时的关系

对于静止观察者  $\mathrm{d} r^2=0$ ,其固有时

$$\mathrm{d} au^2 = -\mathrm{d} s^2 = f(r) \mathrm{d} t^2 = \left(1 - \frac{r_h}{r}\right) \mathrm{d} t^2$$

当  $r o \infty$  时,f(r) o 1,固有时和坐标时一致;

当  $r \to r_h$  时, $f(r) \to 0$ ,固有时趋于无穷小。

# 固有距离和坐标距离的关系

对于径向距离  $\mathrm{d}t^2=0$ ,固有距离为:

$$\mathrm{d}l = rac{\mathrm{d}r}{\sqrt{f(r)}} = rac{\mathrm{d}r}{\sqrt{1-r_h/r}}$$

当  $r o \infty$  时,f(r) o 1,固有距离与坐标距离一致;

当  $r o r_h$  时,f(r) o 0,固有距离趋于无穷大。

# 第一章 2,3 节练习题

1

为什么类时间隔小于零而不是大于零?

间隔定义为

$$\mathrm{d}s^2 = -\mathrm{d}t^2 + \mathrm{d}x^2 + \mathrm{d}y^2 + \mathrm{d}z^2$$

由类时间隔描述的两事件存在因果关系,可以通过小于等于光速的信号联系。

因此有

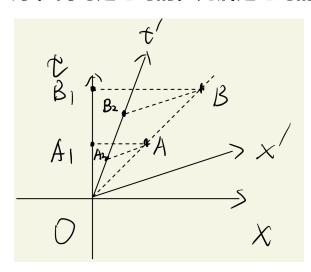
$$\mathrm{d}x^2 + \mathrm{d}y^2 + \mathrm{d}z^2 < \mathrm{d}t^2$$

因此类时间隔

$$ds^2 = -dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2 < 0$$

两事件类光,则有因果关系,同时是绝对的,先后是绝对的;两事件类时,则有因果关系,无同时,先后是绝对的;两事件类空,则无因果关系,同时是相对的,先后是相对的,两事件绝对异地。用时空图说明上面的结论。

## 两事件类光,则有因果关系,同时是绝对的,先后是绝对的



事件 A 与事件 O 类光。A 在 O 的光锥上,二者可通过光信号联系,因此有因果关系;

若两类光事件同时,即在 x 系中有  $t_B=t_A$ ,则在 x' 系中也有  $t_B'=t_A'$ ,因此同时是绝对的。

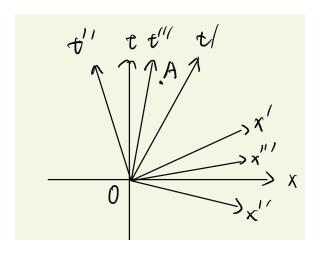
考虑位于 O 光锥上不同的两点 A,B,二者类光。过 A,B 点分别作 x 轴平行线交 t 轴于  $A_1,B_1$  点;过 A,B 点分别作 x' 轴平行线交 t' 轴于  $A_2,B_2$  点。

由于  $|A_1O| < |B_1O|$ , 因此在 x 系中有  $t_A < t_B$ 

由于  $|A_2O| < |B_2O|$ ,因此在 x' 系中有  $t'_A < t'_B$ 

因此先后是绝对的。

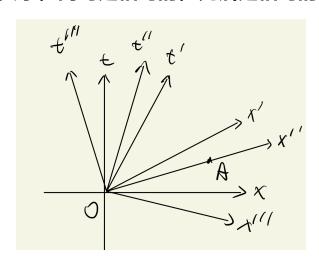
#### 两事件类时,则有因果关系,无同时,先后是绝对的



事件 A 与事件 O 类时。二者可通过速度小于光速的信号联系,因此有因果关系。

在 x,x',x'',x''' 系中,都有  $t_O=0,t_A>0=t_O$ ,因此无同时,先后是绝对的。

#### 两事件类空,则无因果关系,同时是相对的,先后是相对的,两事件绝对异地



事件 A 与事件 O 类空。二者无法通过传播速度小于等于光速的信号联系,因此无因果关系。

在 x'' 系中二者同时,而在 x 系中二者不同时,因此同时是相对的。

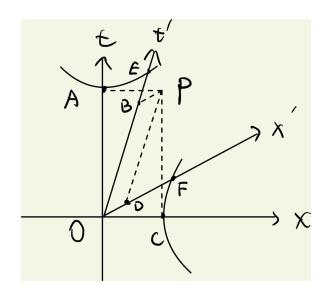
在 x' 系中  $t'_A < 0 = t_O$ ,而在 x 系中  $t_A > 0 = t_O$ ,因此先后是相对的。

在 x, x', x'', x''' 系中二者都是异地事件,因此二者绝对异地。

3

由于间隔不变,导致两不同事件(类时、类空、类光)在不同惯性系中的空间距离不同,时间间隔也不同。画图说明上述结论。

#### 类时事件



如图,事件 P 与事件 O 类时。过 P 作 x 轴的平行线交 t 轴于 A,过 P 作 x' 轴的平行线交 t' 轴于 B,过 P 作 t 轴的平行线交 x 轴于 C,过 P 作 t' 轴的平行线交 x' 轴于 D;过 A 作校准曲线交 t' 轴 于 E,过 C 作校准曲线交 x' 轴于 F.

OP 在 x 系的时间间隔取决于 |OA| ,在 x' 系的时间间隔取决于 |OB| ,而由校准曲线,有

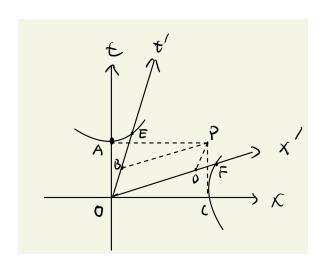
$$|OA| = |OE| > |OB|$$

同理, OP 在 x 系的空间距离取决于 |OC|, 在 x' 系的空间距离取决于 |OD|, 而由校准曲线, 有

$$|OC| = |OF| > |OD|$$

综上, 两类时事件在不同惯性系中的空间距离不同, 时间间隔也不同。

#### 类空事件



如图,事件 P 与事件 O 类空。

OP 在 x 系的时间间隔取决于 |OA| ,在 x' 系的时间间隔取决于 |OB| ,而由校准曲线,有

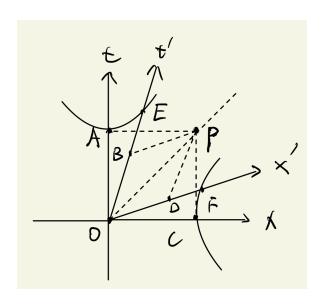
$$|OA| = |OE| > |OB|$$

同理,OP 在 x 系的空间距离取决于 |OC|,在 x' 系的空间距离取决于 |OD|,而由校准曲线,有

$$|OC| = |OF| > |OD|$$

综上, 两类空事件在不同惯性系中的空间距离不同, 时间间隔也不同。

#### 类光事件



如图,事件P与事件O类光。

OP 在 x 系的时间间隔取决于 |OA| ,在 x' 系的时间间隔取决于 |OB| ,而由校准曲线,有

$$|OA| = |OE| > |OB|$$

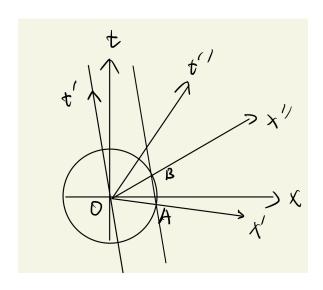
同理,OP 在 x 系的空间距离取决于 |OC|,在 x' 系的空间距离取决于 |OD|,而由校准曲线,有

$$|OC| = |OF| > |OD|$$

综上,两类光事件在不同惯性系中的空间距离不同,时间间隔也不同。

#### 4

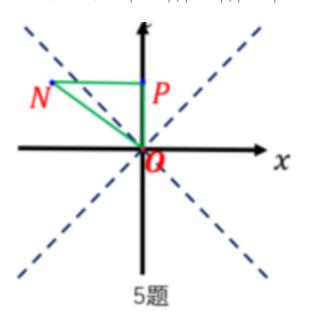
是否存在这样的两个参考系(其中一个为尺子的静系),通过调整这两个参考系的坐标轴,使得在两系中尺子"看起来一样长"?



如图,对尺子测长度要在同一时刻进行测量。因此,x' 系中尺子长度取决于 |OA|,x'' 系中尺子长度取决于 |OB|,二者"看起来一样长"(在同一个圆上,欧氏长度相等)。

5

如图, NP 平行于 x 轴, N 在光锥之外, 求 |ON|, |OP|, |NP| 的线长关系。



设 N 的坐标为 (t,x),|t|<|x|,P 的坐标为 (t,0)

$$|ON| = \sqrt{|-t^2 + x^2|} = \sqrt{-|t|^2 + |x|^2}$$
 $|OP| = \sqrt{|-t^2 + 0^2|} = \sqrt{|t|^2}$ 
 $|NP| = \sqrt{\left|-0^2 + |x|^2\right|} = \sqrt{|x|^2}$ 

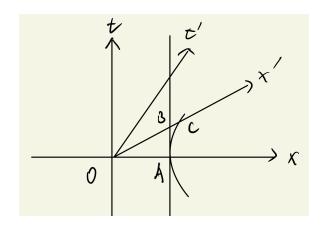
因此:

# 作业

1

用时空图在动系和静系中分析尺缩效应。(分别在动系和静系中画校准曲线来分析)

# 静系中画校准曲线



如图,静系中尺子的长度

$$l_0 = |OA|$$

动系中尺子长度

$$l = |OB|$$

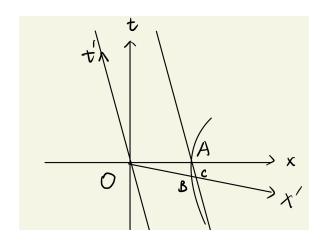
而由校准曲线知

$$|OA| = |OC| > |OB|$$

因此有

$$l_0 > l$$

## 动系中画校准曲线



首先证明示意图是合适的, 即 B 点在 C 点左侧。

设 t' 轴方程为

$$t': t = -rac{1}{v}x$$

设 A 点图中坐标为

则尺子右端世界线方程为:

$$t = -\frac{1}{v}\left(x - l\right)$$

x' 轴方程为:

$$x': t = -vx$$

校准曲线方程为:

$$\frac{x^2}{l^2} - \frac{t^2}{l^2} = 1$$

联立

$$\begin{cases} t = -\frac{1}{v}(x - l) \\ t = -vx \end{cases}$$

解得:

$$x_C = rac{l}{1-v^2}$$

联立

$$\left\{egin{aligned} t=-vx \ rac{x^2}{l^2}-rac{t^2}{l^2}=1 \end{aligned}
ight.$$

解得:

$$x_B = rac{l}{\sqrt{1-v^2}}$$

因此

$$x_B=rac{l}{\sqrt{1-v^2}} < x_C=rac{l}{1-v^2}$$

即  $B \in C$  左侧。

尺子在动系长度

$$l = |OA|$$

尺子在静系长度

$$l_0 = |OC|$$

而由校准曲线知

$$|OA| = |OB| < |OC|$$

因此:

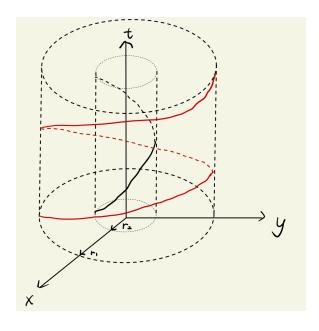
$$l < l_0$$

2

假设赤道**上空**两万公里处有一颗卫星,其上携带一个标准钟 A; 赤道处也有一个标准钟 B。已知卫星公转线速度为每小时 14000 公里,赤道的线速度为每小时 1667 公里。(赤道半径为 6378 km)

#### 2-1

画出两钟世界线的示意图。



如图,黑线是赤道处钟 B 的世界线,红线是卫星上标准钟 A 的世界线。

#### 2-2

求一天内两钟的时间差。

考虑国际单位制,卫星绕地半径记为  $r_1=(6378+20000)~{\rm km}=26378~{\rm km}$ ,赤道半径记为  $r_2=6378~{\rm km}$ ,卫星上钟 A 的角速度记为  $\omega_1$ ,赤道处钟 B 的角速度记为  $\omega_2$ ,卫星线速度记为  $v_1$ ,赤道线速度记为  $v_2$ 

$$\omega_1 = rac{v_1}{r_1} = rac{14000 ext{ km/h}}{26378 ext{ km}} > \omega_2 = rac{v_2}{r_2} = rac{1667 ext{ km/h}}{6378 ext{ km}}$$

即卫星的角速度更大。

采用极坐标,用  $\theta$  描述时钟位置。设  $T=24~\mathrm{h}$ .

卫星钟 A 世界线方程:

$$l_1:t=rac{ heta}{\omega_1}$$

赤道钟 B 世界线方程:

$$l_2: t = rac{ heta}{\omega_2}$$

卫星钟 A 读数

$$egin{aligned} au_1 &= \int\limits_{l_1} \sqrt{-\mathrm{d}s^2/c^2} \ &= rac{1}{c} \int\limits_{l_1} \sqrt{-\left(-c^2\mathrm{d}t^2 + \mathrm{d}x^2 + \mathrm{d}y^2
ight)} \ &= rac{1}{c} \int\limits_{l_1} \sqrt{c^2\mathrm{d}t^2 - r_1^2\mathrm{d} heta^2} \ &= rac{1}{c} \int\limits_{l_1} \sqrt{c^2\mathrm{d}t^2 - r_1^2\omega_1^2\mathrm{d}t^2} \ &= rac{1}{c} \int\limits_{l_1} \sqrt{c^2 - v_1^2}\mathrm{d}t \ &= rac{\sqrt{c^2 - v_1^2}}{c} T \ &= T\sqrt{1 - v_1^2/c^2} \end{aligned}$$

同理,赤道钟B读数

$$au_2=T\sqrt{1-v_2^2/c^2}$$

读数差为:

$$egin{aligned} \Delta au &= au_2 - au_1 \ &= T \left( \sqrt{1 - v_2^2/c^2} - \sqrt{1 - v_1^2/c^2} 
ight) \ &pprox 7.16 imes 10^{-6} ext{ s} \end{aligned}$$