

我们如何描述——公理化的相对论

浙江大学《普通物理学 I(H)》辅学授课讲义答案版

作者：王郑浩

2026 年 5 月 27 日

引言：物理的本质与相对论的学习之道

我认为，物理学的本质是“精确地描述”。

很多同学认为相对论的推导很模糊，这似乎是一门“想当然”的学问，也很难说出为什么正确。最大的问题在于他们不知道怎么严谨地描述光、小车的运动，甚至不知道自己在描述什么。

很多人比起物理，更喜欢数学的确定性，因为他们很清楚自己在描述什么。数学拥有一套完善的符号系统，人们可以精确地描述自然语言所描述不了的东西。

实际上，相对论绝不是想当然，它是一套极其严谨的、可以高度数学化的系统。我们可以仅仅凭着几条公理，推导出钟慢效应、尺缩效应等几乎所有结论！

想要真正理解相对论，我们要做的第一件事，就是知道怎样用严谨的、统一的定义方式把物理过程描述清楚。当我们做到这一点后，就会惊喜地发现：沿着同一套数学逻辑，我们只需要进行简单的坐标和矩阵代入，就可以完美且毫无歧义地计算出所有相对论效应。

这次授课我们将抛弃所有直觉，从学会严谨的计算开始，真正弄懂狭义相对论。

王郑浩

2026年5月27日于浙江大学

目录

第一章：破局利器——自然单位制 (Natural Units)	3
第二章：我们如何描述——理解“事件”	4
第三章：解决所有问题的通法——洛伦兹变换矩阵	6
第四章：计算一——严谨推导“钟慢效应”	7
第五章：计算二——严谨推导“尺缩效应”	8
第六章：计算三——严谨推导“同时的相对性”	9
第七章：相对论速度变换的微分推导	10
第八章：相对论运动学实战演练	11
第九章：四维动量——能量与动量的洛伦兹变换	16
第十章：从闵氏时空推导洛伦兹矩阵	22

第一章：破局利器——自然单位制 (Natural Units)

在复杂的相对论计算中，频繁带着光速 c 进行运算不仅繁琐，而且极易出错。为了让公式回归最纯粹的数学对称美，我们在学习洛伦兹变换前，首先引入“自然单位制”。

核心设定：令光速 $c = 1$ 。

在此设定下，保持空间的长度量纲不变，几个关键物理量的变换式如下：

- **速度：** $v \rightarrow \frac{v}{c}$ ($\beta = \frac{v}{c}$ 是无量纲量，不需要变化)
- **时间：** $t \rightarrow ct$
- **质量：** $m \rightarrow mc^2$
- **动量：** $p \rightarrow pc$

相应的核心公式极简进化为：

- **质能方程：** $E = mc^2 \implies E = m$
- **能量-动量关系：** $E^2 = (mc^2)^2 + (pc)^2 \implies E^2 = m^2 + p^2$
- **相对论速度变换：** 纵向 $\dot{x}' = \frac{\dot{x} - \beta}{1 - \beta\dot{x}}$ ，横向 $\dot{y}' = \frac{\dot{y}}{\gamma(1 - \beta\dot{x})}$

自然单位制还原示例：以 $t' = \gamma t - \gamma\beta x$ 为例，代入时间 $t \rightarrow ct$ 、速度 $\beta = \frac{v}{c}$ ：

$$ct' = \gamma(ct) - \gamma\left(\frac{v}{c}\right)x$$

两边同除以 c ：

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

【练习】已知自然单位制下的 y 方向相对论加速度变换公式为（使用牛顿记号 \ddot{y} 表示加速度）：

$$\ddot{y}' = \frac{\ddot{y}}{\gamma^2(1 - \beta\dot{x})^2} + \frac{\ddot{x}\beta\dot{y}}{\gamma^2(1 - \beta\dot{x})^3}$$

请尝试按照自然单位制还原规则，推导出带光速 c 的标准单位制下的横向加速度变换公式。

注：本讲义后续所有章节，均默认在自然单位制 ($c = 1$) 下进行推导和计算。

第二章：我们如何描述——理解“事件”

为了公理化相对论系统，我们必须清楚自己在描述什么，必须清楚应该怎样描述。

学习相对论最困难、也是最核心的一步，就在于精准地描述出“事件”到底是什么。做到之后，就离真正懂得相对论就不远了。因此，我们必须首先明确以下基石概念。

1. 核心概念：“事件”与“世界线”

- **事件的公理化定义**：“事件”（Event）是时空几何中的一个点，具有唯一且确定的四维坐标 (x, y, z, t) 。
- **世界线（World Line）**：物体在某个确定的时刻出现在某个确定的位置，这本身就是一个“事件”。一个物体在其运动演化的过程中，不同时刻出现在不同位置，所有的这些事件在四维时空中连成的一条轨迹，就组成了该物体的世界线。
- **概念辨析**：日常语境中的“事情”（如一辆行驶的车）往往持续一段时间、占据一片空间。但在狭义相对论中，用于计算的“事件”必须坍缩为时空中的一个确定的点。

理解了世界线，就能明白为什么日常语言不够严谨：物体每时每刻都在沿着它的世界线演化，每时每刻都客观存在并可被观测到。

- **错误表达**：“物体 A 被观测”“物体 A 在 S 系中被观测”。（原因：物体 A 拥有一条连续的世界线，这句话涵盖了世界线上无数个“观测事件”，它不能唯一确定某一个事件。）
- **正确表达**：“在 S 系中的时刻 t_0 观测物体 A”。（原因：该事件是 A 的世界线与 S 系中 $t = t_0$ 的交点，时间和位置可以确定）
- **正确表达**：“ t 时刻，位于 S 系 (x, y, z) 处的闪光灯发出一道光”。
- **正确表达**：“迎面飞行的物体 A 和物体 B 相遇”。（原因：在确定了两个物体的初始事件和速度之后，它们的两条世界线在四维时空中必然会相交于唯一的确定点，这个唯一的时空交点就是一个良定义的事件。）

2. 实际计算的不是“事件”，而是“坐标”

事件在四维时空中是绝对存在、客观不变的几何点，但对它的“坐标描述”却依赖于观测者所在的参考系。

- **同一参考系下的坐标唯一性**：在同一个参考系下，一个客观物理事件对应着唯一确定的一组时空坐标。

- 不同参考系间的坐标：对于 同一个事件，在不同的惯性参考系（如 S 系与 S' 系）中，时间和空间坐标表示不同。
- 两组不同的时空坐标描述“同一个绝对的时空点”的充要条件是：两组坐标表示满足洛伦兹变换。

以上就是相对论的根本逻辑链，理解之后读者会豁然开朗。

第三章：解决所有问题的通法——洛伦兹变换矩阵

设 S' 系沿 x 轴正向以速度 β 相对静止观测者所在的 S 系运动， $t = t' = 0$ 时两系原点 O' 与 O 对齐。

1. 洛伦兹变换矩阵

在自然单位制下，同一个事件在 S 系与 S' 系的坐标满足极其对称的二维洛伦兹变换矩阵：

$$\begin{bmatrix} x' \\ t' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta \\ -\gamma\beta & \gamma \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ t \end{bmatrix}$$

2. 完整的四维时空矩阵

真实的物理时空是四维的，引入完整的四维洛伦兹变换矩阵，可以更严密地展现时空的整体结构：

$$\begin{bmatrix} t' \\ x' \\ y' \\ z' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta & 0 & 0 \\ -\gamma\beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} t \\ x \\ y \\ z \end{bmatrix}$$

（注：在四维矢量中，我们通常习惯将时间 t 放在第一个坐标分量。你可以清晰地看到，矩阵的左上角 2×2 分块正是我们在 x 轴方向发生的核心变换，而右下角的单位矩阵代表 y 和 z 轴的恒等变换。）

3. 逆变换方程

从 S' 系的视角来看， S 参考系是相对于它以 $-\beta$ 的速度反向运动的。因此，只需将矩阵中的 β 符号取反即可得到逆变换（以四维为例）：

$$\begin{bmatrix} t \\ x \\ y \\ z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & \gamma\beta & 0 & 0 \\ \gamma\beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} t' \\ x' \\ y' \\ z' \end{bmatrix}$$

第四章：计算——严谨推导“钟慢效应”

【例题】（钟慢效应）一个时钟以速度 β 相对静止的观测者沿直线运动。静止观测者经历了时间 t 后，他看到这个运动时钟的示数增加了多少？

【精确描述】 设静止观测者所在参考系为 S ，时钟相对静止的参考系为 S' 。 S' 相对 S 沿 x 轴正向以速度 β 运动。

- 初事件（事件 1）：“在 S 系 0 时刻观测时钟”。此时设两参考系原点对齐，该事件在 S, S' 系中坐标均为 $\begin{bmatrix} 0 \\ 0 \end{bmatrix}$ 。
- 末事件（事件 2）：“在 S 系 t 时刻观测时钟”。
- 时钟的示数：即事件 2 “在 S 系 t 时刻观测时钟”在 S' 系下时间坐标 t' 。

问题转化为：已知初末事件在 S 系的坐标，求末事件在 S' 系中的时间坐标 t' （即时钟自身的示数）。

【解答过程】 设初事件“在 S 系 0 时刻观测时钟”在 S, S' 系中坐标均为 $\begin{bmatrix} 0 \\ 0 \end{bmatrix}$ ，末事件“在 S 系 t 时刻观测时钟”坐标为 $(x, t), (x', t')$ 。

由题意，末事件在 S 系的时间坐标为 t 。又因时钟相对 S' 系静止，其在 S' 系中的空间坐标始终位于原点，即 $x' = 0$ 。

将 t 与 $x' = 0$ 代入洛伦兹逆变换的时间方程：

$$t = \gamma\beta x' + \gamma t'$$

得：

$$t = 0 + \gamma t' \implies t' = \frac{t}{\gamma}$$

第五章：计算二——严谨推导“尺缩效应”

【例题】(尺缩效应) 一把静长为 l_0 的尺子以速度 β 相对静止的观测者沿直线运动。静止观测者测量这把运动尺子的长度，测得的结果是多少？

【精确描述】 设静止观测者所在参考系为 S ，尺子相对静止的参考系为 S' 。 S' 相对 S 沿 x 轴正向以速度 β 运动。设尺子平行于 x 轴放置，两端分别为 A 端和 B 端。测量长度的本质，是要求在同一参考系中同时记录尺子两端的位置。

在哪个参考系测量，哪个参考系中两事件时间坐标相同。

- **事件 A**：“在 S 系 0 时刻测量尺子 A 端”。此时设两参考系原点与尺子 A 端对齐，该事件在 S, S' 系中坐标均为 $\begin{bmatrix} 0 \\ 0 \end{bmatrix}$ 。
- **事件 B**：“在 S 系 0 时刻测量尺子 B 端”。
- **尺子的测得长度**：即事件 B “在 S 系 0 时刻测量尺子 B 端” 在 S 系下的空间坐标 l 。

问题转化为：已知两事件在 S 系的时间坐标相同 ($t = 0$)，且尺子 B 端在 S' 系的空间坐标始终为静长 l_0 ，求事件 B 在 S 系中的空间坐标 l 。

【解答过程】 设事件 A “在 S 系 0 时刻测量尺子 A 端” 在 S, S' 系中坐标均为 $\begin{bmatrix} 0 \\ 0 \end{bmatrix}$ ，事件 B “在 S 系 0 时刻测量尺子 B 端” 坐标为 $(x, t), (x', t')$ 。

由题意，事件 B 在 S 系的时间坐标为 $t = 0$ ，空间坐标为 $x = l$ 。又因尺子相对 S' 系静止，其 B 端在 S' 系中的空间坐标恒为静长，即 $x' = l_0$ 。

将 $x = l$ 与 $t = 0$ 代入洛伦兹正变换：

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

得：

$$l_0 = \gamma l - \gamma\beta \cdot 0 \implies l = \frac{l_0}{\gamma}$$

第六章：计算三——严谨推导“同时的相对性”

【例题】（同时的相对性与逻辑自洽）两颗行星 A 和 B 在太空中相对静止，相距为 L ，它们的时钟已经同步。一艘飞船 C 以恒定速度 β 从 A 飞向 B。当飞船经过行星 A 时，飞船将其自带的时钟与 A 的时钟同步，二者示数均为 0。

1. 请问：在飞船 C 刚刚经过 A 的那个瞬间（即飞船自身认为的“初始时刻”），飞船认为远处的行星 B 上的时钟示数是多少？
2. 飞船认为 A、B 距离因尺缩效应变短为 $\frac{L}{\gamma}$ ，飞完这段距离自己走过的时间是 $\frac{L}{\gamma\beta}$ ，则根据钟慢效应，飞船认为 B 的时钟在飞行期间只走过了 $\frac{L}{\gamma^2\beta}$ 。请说明为什么当飞船抵达 B 时，B 钟的最终示数依然是 $\frac{L}{\beta}$ ？

【精确描述】 设两颗行星所在的静止参考系为 S 系，飞船所在的运动参考系为 S' 系。 S' 相对 S 沿 x 轴正向以速度 β 运动。在 S 系中，行星 A 位于坐标原点 $x_A = 0$ ，行星 B 位于 $x_B = L$ 。由于 A、B 时钟在 S 系中同步，它们共用同一个时间坐标 t 。

【解答过程】

第 1 问：飞船初始时刻认为的 B 钟示数

设事件“飞船在自己的 0 时刻观测行星 B”坐标为 $(x, t), (x', t')$ 。由题意可知，该事件在 S' 系的时间坐标 $t' = 0$ ，在 S 系的空间坐标 $x = L$ 。

将 $t' = 0$ 与 $x = L$ 代入洛伦兹正变换的时间方程：

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

得：

$$0 = \gamma t - \gamma\beta L \implies t = \beta L$$

第 2 问：飞船视角的时空逻辑闭环

飞船系中，B 钟最终读数 = 初始读数 + 走过的时间。飞船测得航程为 $\frac{L}{\gamma}$ ，耗时 $\frac{L}{\gamma\beta}$ ；因钟慢效应，B 钟在此期间只走过 $\frac{L}{\gamma^2\beta}$ 。

加上初始读数 βL ，并代入 $\frac{1}{\gamma^2} = 1 - \beta^2$ ：

$$t_{\text{final}} = \beta L + \frac{L}{\gamma^2\beta} = \beta L + \frac{L(1 - \beta^2)}{\beta} = \frac{L}{\beta}$$

第七章：相对论速度变换的微分推导

理解了坐标的洛伦兹变换，速度的变换可以直接通过坐标的微元（微分）相除得出。在自然单位制下，由正变换矩阵可得微分形式：

- $dx' = \gamma dx - \gamma\beta dt$
- $dt' = -\gamma\beta dx + \gamma dt$

设物体在 S 系中的速度分量为 $\dot{x} = \frac{dx}{dt}$, $\dot{y} = \frac{dy}{dt}$ 。

1. x 方向速度变换：

$$\dot{x}' = \frac{dx'}{dt'} = \frac{\gamma dx - \gamma\beta dt}{-\gamma\beta dx + \gamma dt}$$

分子分母同时除以 γdt ：

$$\dot{x}' = \frac{\frac{dx}{dt} - \beta}{-\beta \frac{dx}{dt} + 1} = \frac{\dot{x} - \beta}{1 - \beta\dot{x}}$$

2. y 方向速度变换：由于垂直于运动方向没有尺缩，所以 $dy' = dy$ ，但时间依然膨胀！

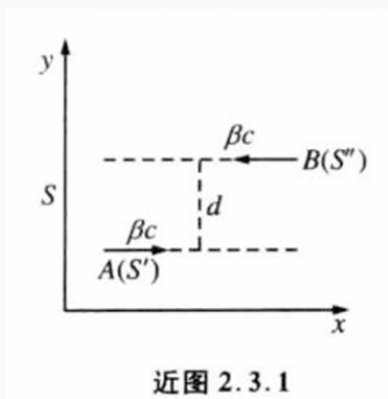
$$\dot{y}' = \frac{dy'}{dt'} = \frac{dy}{-\gamma\beta dx + \gamma dt}$$

分子分母同时除以 dt ：

$$\dot{y}' = \frac{\frac{dy}{dt}}{\gamma(-\beta \frac{dx}{dt} + 1)} = \frac{\dot{y}}{\gamma(1 - \beta\dot{x})}$$

第八章：相对论运动学实战演练

压轴实战演练一：双飞船星际通讯



【例题】(光行差与时空距离综合) 在某恒星参考系 S 中, 飞船 A 和飞船 B 均做匀速直线运动。飞船 A 的运动方向与 $+x$ 轴同向 (速率为 β), 飞船 B 的运动方向与 $-x$ 轴同向 (速率也为 β), 两飞船运动轨迹之间的垂直距离为 d 。当 A 和 B 靠得最近时, 从 A 向 B 发出一细束无线电联络信号。试问:

1. 为使 B 能接收到信号, A 中的宇航员认为发射信号的方向应与自己的运动方向之间成什么角?
2. 飞船 B 接收到信号时, B 中的宇航员认为自己与飞船 A 相距多少?

【精确描述】 设恒星系为 S , 飞船 A 的静止系为 S' , 飞船 B 的静止系为 S'' 。

- S 系中: A 位于 $y = 0$ 且速度为 β ; B 位于 $y = d$ 且速度为 $-\beta$ 。
- “靠得最近时”: 即 S 系中两飞船 x 坐标相同的时刻。设此时为原点 $(t, x, y) = (0, 0, 0)$ 。
- 事件 1 (发射信号): S 系中坐标为 $(t_1 = 0, x_1 = 0, y_1 = 0)$ 。
- 事件 2 (接收信号): S 系中, B 的轨迹为 $x = -\beta t$ 。因光速为 1, 信号到达 B 时必须满足 $x^2 + y^2 = t^2$, 即 $(-\beta t)^2 + d^2 = t^2$ 。

解得信号飞行时间 $t_2 = \frac{d}{\sqrt{1-\beta^2}} = \gamma d$, 故事件 2 在 S 系的坐标为

$$(t_2, x_2, y_2) = (\gamma d, -\beta \gamma d, d)$$

【解答过程】

第 1 问: 求 A 认为的发射角

将事件 2 从 S 系变换到 A 所在的 S' 系 (变换速度 β):

$$t'_2 = \gamma t_2 - \gamma \beta x_2 = \gamma(\gamma d) - \gamma \beta(-\beta \gamma d) = \gamma^2 d(1 + \beta^2)$$

$$x'_2 = \gamma x_2 - \gamma \beta t_2 = \gamma(-\beta \gamma d) - \gamma \beta(\gamma d) = -2\beta \gamma^2 d$$

因为光速恒为 1，发射角 θ' 的余弦值就是 x' 坐标与光飞行时间 t' 的比值：

$$\cos \theta' = \frac{x'_2}{t'_2} = -\frac{2\beta}{1 + \beta^2}$$

第 2 问：求 B 认为的相距距离

先求接收信号事件在 B 的静止系 S'' 中的发生时刻（从 S 变换到 S'' ，变换速度 $-\beta$ ）：

$$t''_2 = \gamma t_2 + \gamma \beta x_2 = \gamma(\gamma d) + \gamma \beta(-\beta \gamma d) = \gamma^2 d(1 - \beta^2) = d$$

再求该瞬间（ $t'' = d$ ）飞船 A 的位置。A 在 S 系的世界线为 $x = \beta t$ ，代入 S'' 的变换式：

$$x'' = \gamma(x + \beta t) = 2\gamma \beta t$$

$$t'' = \gamma(t + \beta x) = \gamma t(1 + \beta^2)$$

两式相除消去 t ，得到 A 在 S'' 系的轨迹方程：

$$x'' = \frac{2\beta}{1 + \beta^2} t''$$

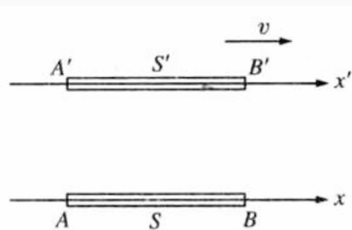
将接收时刻 $t'' = d$ 代入，得 A 此刻的横坐标：

$$x''_A = \frac{2\beta d}{1 + \beta^2}$$

因 B 恒定在 $y'' = d$ 处，A 恒在 $y'' = 0$ 处，两者空间距离为

$$D = \sqrt{(x''_A)^2 + d^2} = d \frac{\sqrt{1 + 6\beta^2 + \beta^4}}{1 + \beta^2}$$

压轴实战演练二：双尺对钟与光信号传递



近试图 4.1

【例题】（坐标时与时钟读数的剥离）参考系 S' 相对惯性系 S 沿 $+x$ 方向以速度 β 匀速运动。两根静止长度相同的细长直尺 $A'B'$ 和 AB （设静长为 L_0 ），分别静置于 S' 系和 S 系的 x 轴上。端点上的四个钟计时率已按相对论要求调好，但零点是按以下“相遇对表”方式确定的：当 A' 钟与 A 钟相遇时，两钟均调到零点；当 B' 钟与 B 钟相遇时，两钟均调到零点。设 A' 与 A 相遇时， A' 发出光信号。已知 B' 接收到该信号时， B' 钟的读数为 1 个时间单位。

试问：当 B' 接收到该信号时， B' 钟的读数为 1 个时间单位。

1. 试问 B 接收到该信号时， B 钟的读数为多少个时间单位？
2. 若 B' 接收到信号后，立即发出应答光信号。试问：(a) A' 接收到该信号时， A' 钟读数？(b) A 接收到该信号时， A 钟读数？

【精确描述】 这一题的难点在于区分“坐标系本身的绝对时间 (t)”和“被人为偏移过的时钟读数 (T)”。设两参考系原点在 A 与 A' 相遇时重合。

- 事件 1 (A 端相遇并发光)：作为时空原点。在 S 和 S' 系中坐标均为 $(x = 0, t = 0)$ 。因此 A 钟读数 $T_A = t$ ， A' 钟读数 $T_{A'} = t'$ 。
- 两尺坐标： S 系中 B 固定在 $x = L_0$ ； S' 系中 B' 固定在 $x' = L_0$ 。
- 事件 2 (B 端相遇对表)：发生于 B 与 B' 重合时，即空间坐标为 $x = L_0$ 且 $x' = L_0$ 的时空交点。

代入洛伦兹正变换 $x' = \gamma(x - \beta t)$ ，即

$$L_0 = \gamma(L_0 - \beta t)$$

解得该事件在 S 系的坐标时间

$$t_m = \frac{L_0}{\beta} \left(1 - \frac{1}{\gamma}\right)$$

同理，代入逆变换解得其在 S' 系的坐标时间 $t'_m = -t_m$ 。由于此事件发生时 B 和 B' 钟均被强行调零，所以这两只钟的“表盘读数”与“系统的坐标时间”存在一个固定的常数差：

$$T_B = t - t_m$$

$$T_{B'} = t' - t'_m = t' + t_m$$

【解答过程】

第 1 问：B 钟的读数

光信号从原点出发， S' 系中走到 $x' = L_0$ 处所需坐标时间 $t' = L_0$ 。此时 B' 钟读数为

$$T_{B'} = L_0 + t_m = 1$$

光在 S 系中走到 $x = L_0$ 处所需坐标时间 $t = L_0$ 。此时 B 钟读数为

$$T_B = L_0 - t_m$$

利用已知条件 $L_0 + t_m = 1$ ，求两钟读数之比：

$$\frac{T_B}{T_{B'}} = \frac{L_0 - t_m}{L_0 + t_m} = \frac{1 - \frac{1 - 1/\gamma}{\beta}}{1 + \frac{1 - 1/\gamma}{\beta}} = \frac{\beta\gamma - \gamma + 1}{\beta\gamma + \gamma - 1}$$

代入 $\beta\gamma = \frac{\beta}{\sqrt{1 - \beta^2}}$ 与 $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$ ，可化简为多普勒因子：

$$\frac{T_B}{T_{B'}} = \sqrt{\frac{1 - \beta}{1 + \beta}}$$

因已知 $T_{B'} = 1$ ，故 B 钟收到信号时的读数为

$$T_B = \sqrt{\frac{1 - \beta}{1 + \beta}}$$

第 2 问 (a)：A' 钟的读数

应答信号在 S' 系中从 $x' = L_0$ 返回 $x' = 0$ ，所需坐标时间也为 L_0 。因此接收时光返回起点的总坐标时间 $t' = 2L_0$ ，且 $T_{A'} = t'$ 。

由 $L_0 + t_m = 1$ ，即

$$L_0 \left(1 + \frac{\gamma - 1}{\beta\gamma} \right) = 1$$

解得

$$L_0 = \frac{1}{2} \left(1 + \sqrt{\frac{1 - \beta}{1 + \beta}} \right)$$

所以

$$T_{A'} = 2L_0 = 1 + \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}}$$

第 2 问 (b): A 钟的读数

发出应答光信号的事件在 S' 系的坐标为 $(x' = L_0, t' = L_0)$ 。利用逆变换求其在 S 系的发出坐标:

$$x_3 = \gamma(x' + \beta t') = \gamma L_0(1 + \beta) = L_0 \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

$$t_3 = \gamma(t' + \beta x') = \gamma L_0(1 + \beta) = L_0 \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

应答光从 x_3 飞回 S 系的原点 A , 沿 $-x$ 方向传播, 所需时间

$$\Delta t = x_3 = L_0 \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

故 A 接收时的总坐标时间为

$$t = t_3 + \Delta t = 2L_0 \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

因 $T_A = t$, 代入上一小问求得的 $2L_0$:

$$T_A = \left(1 + \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}}\right) \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} = \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} + 1$$

第九章：四维动量——能量与动量的洛伦兹变换

相对论动力学只需要记住两个公式：

1. 能量-动量关系式（绝对不变量）：

$$E^2 = m_0^2 + p^2$$

2. 能量与动量的洛伦兹变换矩阵：

$$\begin{bmatrix} p'_x \\ E' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta \\ -\gamma\beta & \gamma \end{bmatrix} \begin{bmatrix} p_x \\ E \end{bmatrix}$$

1. 为什么 (E, p) 满足洛伦兹变换？

相对论中坐标时间 t 是相对的，不能作为统一的求导基准。我们需要用绝对不变量——固有时 τ （原时）。

定义“四维动量”为静止质量 m_0 乘以“四维速度”：

$$P = m_0 \frac{d}{d\tau} \begin{bmatrix} t \\ x \\ y \\ z \end{bmatrix}$$

代入时间膨胀公式 $\frac{dt}{d\tau} = \gamma$ 及 $v_x = \frac{dx}{dt}$ （自然单位制 $c = 1$ ）：

- 时间分量： $m_0 \frac{dt}{d\tau} = m_0 \gamma = E$ （总能量）
- 空间分量： $m_0 \frac{dx}{d\tau} = m_0 \frac{dx}{dt} \frac{dt}{d\tau} = m_0 \gamma v_x = p_x$ （动量）

核心结论：因为静止质量 m_0 和固有时 τ 都是绝对不变量，对时空坐标的洛伦兹变换等式两边，直接同乘 m_0 并对 τ 求导，就立刻得到了能量-动量变换。因此，四维动量 (E, p_x, p_y, p_z) 服从与时空坐标完全相同的洛伦兹变换矩阵！

2. 能量-动量的洛伦兹变换矩阵

对时空坐标的洛伦兹变换等式两边，直接同乘 m_0 并对 τ 求导，就立刻得到了能量-动量变换：

$$\begin{bmatrix} p'_x \\ E' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta \\ -\gamma\beta & \gamma \end{bmatrix} \begin{bmatrix} p_x \\ E \end{bmatrix}$$

完整的四维动量矩阵变换为：

$$\begin{bmatrix} E' \\ p'_x \\ p'_y \\ p'_z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta & 0 & 0 \\ -\gamma\beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} E \\ p_x \\ p_y \\ p_z \end{bmatrix}$$

3. 不变量的深层统一

洛伦兹变换本质上是四维空间的“旋转”，必然存在旋转下的 **绝对不变量**。既然时空坐标与四维动量的变换矩阵完全相同，它们的不变量也必定具有高度对称的同构形式：

- 时空不变量（固有时平方）： $t^2 - x^2 - y^2 - z^2 = \tau^2$
- 动量不变量（静质量平方）： $E^2 - p_x^2 - p_y^2 - p_z^2 = m_0^2$

（注：为什么动量的不变量常数是 m_0^2 ？只需在物体的**静止参考系**中看一眼：此时动量 $p = 0$ ，总能量仅剩静止质量 $E = m_0$ ，代入即得。）

4. 动力学实战：相对论完全非弹性碰撞

【例题】（静质量的不守恒与不变性）两个静止质量均为 m_0 的粒子发生正面相撞（完全非弹性碰撞），碰撞后合成了一个新的大粒子。已知碰撞前，粒子 1 沿 x 轴正向以速度 $\beta_1 = 0.8$ 运动，粒子 2 沿 x 轴负向以速度 $\beta_2 = -0.6$ 运动。试求：

1. 在实验室参考系（静止系）中求：(A) 合成新粒子的静止质量 M_0 ；(B) 合成新粒子的速度 β 。
2. 用质心系的方法求实验系中的：(B) 合成新粒子的速度 β ；(A) 合成新粒子的静止质量 M_0 。

【精确描述】孤立系统的总四维动量 (E, p) 永远守恒。同时，所谓“质心系”，在相对论中被严谨地定义为系统总动量为零的参考系（零动量系）。

【解答过程】

先求碰撞前两粒子的洛伦兹因子：

$$\gamma_1 = \frac{1}{\sqrt{1-0.8^2}} = \frac{5}{3}, \quad \gamma_2 = \frac{1}{\sqrt{1-(-0.6)^2}} = \frac{5}{4}$$

系统总能量与总动量为

$$E = (\gamma_1 + \gamma_2)m_0, \quad p = (\gamma_1\beta_1 + \gamma_2\beta_2)m_0$$

方法一：动量-能量直接法（实验室系）

(A) 求静止质量 M_0 ：利用绝对不变量 $M_0^2 = E^2 - p^2$ ：

$$M_0 = m_0 \sqrt{(\gamma_1 + \gamma_2)^2 - (\gamma_1\beta_1 + \gamma_2\beta_2)^2} = m_0 \sqrt{2 + 2\gamma_1\gamma_2(1 - \beta_1\beta_2)}$$

代入数值得

$$M_0 = m_0 \sqrt{2 + 2 \cdot \frac{5}{3} \cdot \frac{5}{4} \cdot [1 - 0.8(-0.6)]} = \frac{7\sqrt{6}}{6} m_0$$

(B) 求速度 β ：利用 $\beta = \frac{p}{E}$ ：

$$\beta = \frac{\gamma_1\beta_1 + \gamma_2\beta_2}{\gamma_1 + \gamma_2} = \frac{\frac{5}{3}(0.8) + \frac{5}{4}(-0.6)}{\frac{5}{3} + \frac{5}{4}} = 0.2$$

方法二：质心系法（洛伦兹矩阵映射）

质心系即总动量 $p' = 0$ 的参考系，该系相对实验室系的速度即为新粒子的速度 β 。系统在质心系中的总能量 E' 即为新粒子的静止质量 M_0 。

(B) 求速度 β ：由洛伦兹动量变换 $p' = \gamma(p - \beta E) = 0$ 得

$$\beta = \frac{p}{E} = \frac{\gamma_1\beta_1 + \gamma_2\beta_2}{\gamma_1 + \gamma_2} = 0.2$$

此时质心系对应的洛伦兹因子为

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - 0.2^2}} = \frac{5}{2\sqrt{6}}$$

(A) 求静止质量 M_0 ：由洛伦兹能量变换，并将 $p = \beta E$ 代入：

$$M_0 = \frac{E'}{\gamma} = \frac{\gamma_1 + \gamma_2}{\gamma} m_0 = \frac{5/3 + 5/4}{5/(2\sqrt{6})} m_0 = \frac{7\sqrt{6}}{6} m_0$$

5. 动力学实战：一般方向光的多普勒效应与光行差

【例题】(多普勒效应与光行差) 在静止参考系 S 中, 一束频率为 ν 的光线在 $x-y$ 平面内沿与 x 轴正半轴成 θ 角的方向传播。现有一个观察者(所在参考系为 S' 系)沿 x 轴正方向以恒定速度 β 运动。试用四维动量洛伦兹变换矩阵的方法求:

1. 观察者看到的光线频率 ν' (多普勒效应)。
2. 观察者看到的光线传播方向 $\cos \theta'$ (光行差)。

【精确描述】 光子是静止质量 $m_0 = 0$ 的粒子, 在自然单位制 ($c = 1$) 下, 其能量-动量关系为 $E = p$ 。由于量子关系 $E = h\nu$ (h 为普朗克常数), 光子的能量和动量大小均为 $h\nu$ 。

【解答过程】

第一步, 写出光子在静止系 S 中的四维动量坐标列向量。因为光子沿与 x 轴正向成 θ 角的方向传播, 所以动量的 x, y 分量分别为 $p_x = h\nu \cos \theta$ 、 $p_y = h\nu \sin \theta$:

$$P = \begin{bmatrix} E \\ p_x \\ p_y \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} h\nu \\ h\nu \cos \theta \\ h\nu \sin \theta \end{bmatrix}$$

第二步, 用洛伦兹矩阵将状态映射到观察者所在的 S' 系 (变换速度为 β):

$$\begin{bmatrix} E' \\ p'_x \\ p'_y \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta & 0 \\ -\gamma\beta & \gamma & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} h\nu \\ h\nu \cos \theta \\ h\nu \sin \theta \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} h\nu\gamma(1 - \beta \cos \theta) \\ h\nu\gamma(\cos \theta - \beta) \\ h\nu \sin \theta \end{bmatrix}$$

第三步, 根据矩阵变换结果提取所需物理量。

求频率 ν' : 观察者测量到的能量就是 $E' = h\nu'$, 所以

$$h\nu' = h\nu\gamma(1 - \beta \cos \theta) \implies \nu' = \nu\gamma(1 - \beta \cos \theta)$$

求方向 $\cos \theta'$: 在 S' 系中, 光速依然为 1, 即总动量大小等于总能量: $p' = E'$ 。传播方向的余弦值就是 x' 方向动量与总动量的比值:

$$\cos \theta' = \frac{p'_x}{p'} = \frac{p'_x}{E'} = \frac{h\nu\gamma(\cos \theta - \beta)}{h\nu\gamma(1 - \beta \cos \theta)} = \frac{\cos \theta - \beta}{1 - \beta \cos \theta}$$

6. 动力学实战：康普顿散射 (Compton Scattering)

【例题】(康普顿散射) 一个波长为 λ (能量为 $\frac{h}{\lambda}$, 自然单位制下 $c = 1$) 的光子, 沿 x 轴正方向射入, 与一个静止质量为 m_0 的静止电子发生完全弹性碰撞。碰撞后, 光子沿与 x 轴成 θ 角的方向散射, 波长变为 λ' 。试求光子波长的变化量 $\Delta\lambda = \lambda' - \lambda$ 。

【精确描述】 在传统教学中, 推导此公式通常需要画复杂的动量矢量三角形。但在这里, 我们彻底抛弃画图 and 分量拆解, 直接利用四维动量内积的洛伦兹不变性进行“降维打击”。

任意两个四维动量 A, B 的内积定义为 $A \cdot B = E_A E_B - \vec{p}_A \cdot \vec{p}_B$ 。四维动量与自身的内积, 恒等于其静质量的平方: $A^2 = m_0^2$ (光子的自身内积恒为 0)。

【解答过程】

设入射光子 P , 静止电子 P_0 ; 散射光子 P' , 反冲电子 P'_0 。由四维动量守恒 $P'_0 = P + P_0 - P'$, 两边直接进行四维平方。代入 $P^2 = (P')^2 = 0$ 与 $(P_0)^2 = (P'_0)^2 = m_0^2$, 得:

$$m_0^2 = m_0^2 + 2(P \cdot P_0 - P \cdot P' - P_0 \cdot P')$$

即 $P \cdot P_0 - P_0 \cdot P' - P \cdot P' = 0$ 。

利用内积公式 $A \cdot B = E_A E_B - \vec{p}_A \cdot \vec{p}_B$, 直接展开三项:

$$m_0 \frac{h}{\lambda} - m_0 \frac{h}{\lambda'} - \frac{h^2}{\lambda \lambda'} (1 - \cos \theta) = 0$$

等式两边同乘 $\frac{\lambda \lambda'}{h}$, 一步得出波长位移:

$$\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = \frac{h}{m_0} (1 - \cos \theta)$$

(注: 还原为标准单位制, 只需在分母补上 c , 即 $\Delta\lambda = \frac{h}{m_0 c} (1 - \cos \theta)$)

第十章：从闵氏时空推导洛伦兹矩阵

在前面的章节中，我们将洛伦兹矩阵作为公理直接引入。本章我们将以极简的代数方式证明：洛伦兹变换仅是为了保持时空距离不变的一次“旋转”。

1. 虚数坐标与正交旋转

光速绝对不变意味着时空线元在一切惯性系中守恒： $t^2 - x^2 = (t')^2 - (x')^2$ 。引入虚数时间坐标 it ，该距离公式直接满足欧氏几何：

$$x^2 + (it)^2 = (x')^2 + (it')^2$$

二维的矩阵保持距离（平方和）不变只能是正交矩阵，二维正交矩阵只能是旋转矩阵。设旋转角为 θ ：

$$\begin{bmatrix} x' \\ it' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \cos \theta & \sin \theta \\ -\sin \theta & \cos \theta \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ it \end{bmatrix}$$

2. 双曲矩阵的导出

展开上式并提取 i ，重新写为作用于真实坐标 (x, t) 的矩阵：

$$\begin{bmatrix} x' \\ t' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \cos \theta & i \sin \theta \\ i \sin \theta & \cos \theta \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ t \end{bmatrix}$$

因时空坐标为实数， θ 必为纯虚数。令 $\theta = i\eta$ (η 称为快度)，利用欧拉公式 $\cos(i\eta) = \cosh \eta$ ， $\sin(i\eta) = i \sinh \eta$ ，欧氏旋转蜕变为时空双曲矩阵：

$$\begin{bmatrix} x' \\ t' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \cosh \eta & -\sinh \eta \\ -\sinh \eta & \cosh \eta \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ t \end{bmatrix}$$

3. 洛伦兹因子的物理映射

考察 S' 系原点（恒有 $x' = 0$ ），其在 S 系中以速度 β 运动（即 $\frac{x}{t} = \beta$ ）。代入双曲矩阵第一行：

$$0 = x \cosh \eta - t \sinh \eta \implies \tanh \eta = \frac{x}{t} = \beta$$

利用双曲恒等式 $\cosh^2 \eta - \sinh^2 \eta = 1$ 一步解出矩阵元素：

$$\cosh \eta = \frac{1}{\sqrt{1 - \tanh^2 \eta}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \equiv \gamma$$

$$\sinh \eta = \cosh \eta \cdot \tanh \eta = \gamma \beta$$

代回双曲矩阵，即得主宰时空的洛伦兹变换矩阵：

$$\begin{bmatrix} x' \\ t' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \gamma & -\gamma\beta \\ -\gamma\beta & \gamma \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ t \end{bmatrix}$$

【全篇结语】洛伦兹变换本质上只是在虚数坐标的复平面内，为维持距离守恒进行的二维正交旋转。前文的钟慢尺缩、光行差，甚至 $E^2 - p^2 = m_0^2$ ，皆是这一纯粹几何“旋转对称性”在三维物理世界中的必然投影。