

# 用 β 粒子检验相对论性动量-动能关系

#### Bryan

北京大学物理学院 学号: 15000000000\*

(日期: 2018年3月1日)

对于高速运动的物体,狭义相对论给出了与经典情形完全不同的描述;本实验旨在从动量—能量关系这一角度,验证这一描述的准确性。实验中使用  $^{90}$ Sr  $^{-90}$ Y  $\beta$  源产生速度接近光速的  $\beta$  粒子,通过分别测定其动量、能量,分析其动量—能量关系,验证了狭义相对论的预测。

在此基础上,本实验进一步探究了空气对  $\beta$  粒子运动的影响;证实了空气导致  $\beta$  粒子的自由程显著减小,并对 1 atm 下  $\beta$  粒子的衰减长度进行了估计。这确认了真空 环境在本实验中的必要性。

**关键词:** 狭义相对论,色散关系, $\beta$  衰变, $\beta$  粒子

<sup>\*</sup> guesswhat@email.addr;

•••••

### I. 引言

19 世纪, 电磁理论得到了极大的发展; 麦克斯韦 (James C. Maxwell) 等人的工作表明, 电磁理论可以完美地整合到一组方程中<sup>[1]</sup>, 这便是麦克斯韦方程组。麦克斯韦方程组完整地描述了经典电动力学中的现象, 其波动解自然地给出了电磁波的预测; 通过计算波速:

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

麦克斯韦发现[1],可见光正是一种电磁波,从而统一了光学和电磁学。

然而,麦克斯韦方程与经典的伽利略变换不可调和。于是人们猜测,麦克斯韦方程实际只适用于一个特殊的参考系;相应地,电磁波在一种特殊的介质——以太 (aether) 中传播,可以通过精确测量光速的变动获得地面参考系相对以太的漂移速度。然而,实验迹象表明,这一漂移速度十分微小;迈克尔逊—莫雷实验(Michelson-Morley experiment, 1887) [2] 给出漂移速度的上限为 8 km/s,考虑地球的公转以及太阳系的运动,这一速度实在微乎其微,令人费解<sup>1</sup>。

人们不得不转而考虑另一种可能的办法,即对伽利略变换进行修正。经由洛仑兹 (Hendrik Lorentz, 参见 [4])、庞加莱 (Henri Poincaré, 参见 [5]) 及爱因斯坦 (Albert Einstein) 等人的共同努力,以洛仑兹变换为基础的狭义相对论时空观得以建立。相 对论时空观与经典时空观的主要差异在于:

- a. **光速不变**: 在所有惯性系中,真空光速恒为 c, 它同时也是运动速度的上限;
- b. **相对时空**:不存在绝对时空,尤其是不存在绝对的时间坐标;所有惯性系在物理上都是平等的,物理规律具有相同的形式。

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup> 最近的实验结果给出的上限为  $10^{-17}c \approx 3 \,\text{nm/s}$ , 参见 [3].

相对论时空观自然与电动力学相容,但又引出了一些新的疑问。例如,作为时间相对性的直接推论,运动的时钟与静止的时钟并不同步(钟慢效应);类似的反直观现象还有动尺收缩等等。进一步,对于高速运动的粒子而言,狭义相对论的动力学对物体的动量—动能关系做出了不寻常的预计;通过探测高速运动粒子的动量和能量,我们可以方便地验证这一新的色散关系(dispersion relation,借用了光学中动量—能量关系的等价表述),从而初步检验狭义相对论的正确性;此即本实验的首要目的。

#### II. 理论

相对论性的时空由事件(events)构成,时空间隔表示为四矢量:

$$dx^{\mu} \sim {\binom{c dt}{d\mathbf{x}}}, \quad \mu = 0, 1, 2, 3,$$

$$dx^{0} = c dt, \quad dx^{i} = d\mathbf{x}^{i}, \quad i = 1, 2, 3$$
(2)

其中 c 为光速; 光速不变原理表明, 变换到另一惯性系后, 相应的**时空间隔**保持不变 (类似于洛仑兹变换中, 空间间隔保持不变), 即:

$$\eta_{\mu\nu} dx^{\mu} dx^{\nu} \equiv \sum_{\mu,\nu} \eta_{\mu\nu} dx^{\mu} dx^{\nu} = (c dt)^{2} - d\mathbf{x}^{2} \quad 是洛仑兹不变量(标量),$$

$$\eta_{\mu\nu} \sim \begin{pmatrix} 1 & 1 & 1 & 1 \\ & & -1 & 1 \\ & & & -1 \end{pmatrix}$$
(3)

考察运动物体的共动参考系,其时间坐标 τ 称为固有时或原时,有:

$$(c d\tau)^2 - 0 = (c dt)^2 - (d\mathbf{x})^2 \quad \Rightarrow \quad d\tau = dt \sqrt{1 - \frac{\mathbf{v}^2}{c^2}} = \frac{1}{\gamma} dt,$$
 (4)

这里  $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1-\frac{\mathbf{v}^2}{c^2}}}$ .  $\gamma$  因子表征了相对论与经典情形的差异。

四动量  $p^{\mu} = m \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\tau} \sim \gamma m \binom{c}{\mathbf{v}} = \binom{E/c}{\mathbf{p}}$ ,它同样是洛仑兹标量;这给出:

$$\eta_{\mu\nu}p^{\mu}p^{\nu} = \left(\frac{E}{c}\right)^2 - \mathbf{p}^2 = (mc)^2,$$

$$E^2 = \mathbf{p}^2c^2 + m^2c^4$$
(5)

此即相对论性色散关系。我们发现,非零质量的粒子不仅具有动能,还具有静能  $mc^2$ ; 扣除掉静能后,粒子的动能可表示为:

$$E_k = \sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4} - m^2 c^4 \to \frac{1}{2} m v^2 \left( 1 + \mathcal{O} \left( \frac{v}{c} \right)^2 \right)$$
 (6)

可见,在低速极限下,相对论性色散关系回归至经典情形;而对于高速运动的粒子, $\left(\frac{v}{c}\right)^2$  阶项不可忽略,两者将会出现显著的差异。本实验即采用  $\beta$  衰变产生的高速  $\beta$  粒子,试图观测这一非经典的现象。

## III. 实验装置

实验装置的基本结构如图 1 所示,使用  $^{90}$ Sr  $^{-90}$ Y  $\beta$  源产生高速  $\beta$  粒子(负电子,质量  $m=0.511\,\mathrm{MeV/c^2}$ ),能量上限为 2.27 MeV,假定相对论色散关系确切无误,这意味着粒子的速度最高可达 97% 光速,应当出现显著的相对论效应。

带电粒子的动量通过磁谱仪测定。据经典电动力学,磁场中电子的运动方程:

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t} = -e\mathbf{v} \times \mathbf{B} \tag{7}$$

注意到相对论与电动力学的相容性,此运动方程对高速情形依然成立;垂直射入匀强 磁场中的粒子轨迹为圆弧,方程进一步简化为:

$$p = eBR = \left(\frac{BRc}{MV}\right) \frac{MeV}{c} \tag{8}$$

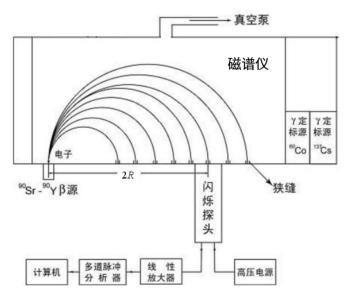


图 1: 实验装置示意图,参考 [6].

 $\beta$  粒子源出射的粒子经准直后进入磁谱仪,真空泵可控制其真空度,减少碰撞导致的能动量改变。 $\beta$  粒子运动半周后离开磁谱仪,进入闪烁探头;数据按图示流程进行采集、分析。闪烁探头固定在轨道上,有坐标 x 便于确定其位置;实际有:

$$2R = x - 6.15 \,\mathrm{cm}$$

应当注意,辐射阻尼可能导致粒子损失动能。利用亚伯拉罕-洛仑兹方程:

$$\mathbf{F} = \frac{e^2}{6\pi\epsilon_0 c^3} \dot{\mathbf{a}} \tag{9}$$

结合本实验中装置的  $B=603.4\,\mathrm{G}=60.34\,\mathrm{mT}$ , 加速度的变化率  $\dot{a}\sim\frac{v^2}{r}\cdot\frac{v}{r}$ , 估计辐射阻尼的等效作用力 F 及外磁场作用力 evB 分别为:

$$F \sim \frac{e^2}{6\pi\epsilon_0 r^2} \left(\frac{v}{c}\right)^3 \sim 10^{-26} \,\text{N}, \quad evB \sim ecB\left(\frac{v}{c}\right) \sim 10^{-12} \,\text{N}$$
 (10)

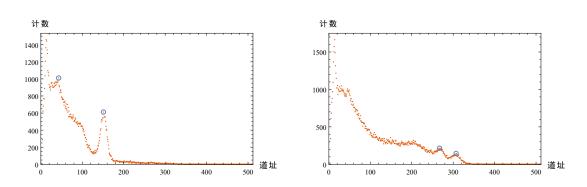
因此可以安全地略去辐射阻尼的影响。

动能测定通过 NaI (Tl) **闪烁体探测器**实现。入射粒子的动能传递给闪烁体使之激发、退激,放出光子(闪烁),经光电倍增、前置放大、线性放大等步骤,转化为充分强的电脉冲输入**多道分析器**;多道分析器将脉冲强度转化为道址 *n* 存储并计数。

.....

本实验中,光电倍增管加高压  $U=594\,\mathrm{V}$ . 注意,上述能量转换过程基本上是线性的,即有  $n\propto E$ ; 利用标准放射源  $^{137}\mathrm{Cs}$  和  $^{60}\mathrm{Cs}$  进行定标,可进一步确定 n–E 关系,由此获得粒子的动能。此外, $\beta$  粒子在穿入、穿出真空室以及进入探头的过程中存在能量损失,需要进行修正;采用 [6] 给出的数值进行修正 $^2$ 。

## IV. 结果与分析



**图 2:** 多道分析器的定标, 左图为 <sup>137</sup>Cs 能谱,右为 <sup>60</sup>Cs 能谱,实际采样时长(活时)720s. 标准峰值在图中以圆圈标出。

测定标准源的能谱,结果如上;比较已知的 $^{137}$ Cs峰值(0.662 MeV, 0.184 MeV)和 $^{60}$ Cs峰值(1.173 MeV, 1.333 MeV),可得线性关系 $^3$ :

$$n = \left( (0.00 \pm 0.02) + (2.29 \pm 0.02) \cdot \frac{E}{\text{MeV}} \right) \times 10^2,$$

$$R^2 = 0.9998$$
(11)

利用该式,即可由 n 得到  $\beta$  粒子的实测动能,进一步修正后得到真空室中  $\beta$  粒子的实际动能。在此基础上依次选取  $\mathbb{N}$ . 2~8 出射窗口,测定粒子的动能分布,如下所示;这里方便起见,依然选取道址作为能量的标度。

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> 参考 [6] p.96~97, 表 2-6-1 及 2-6-2.

 $<sup>^{3}</sup>$  简洁起见, 此后的动能  $E_{k}$  均略去角标, 记为 E.

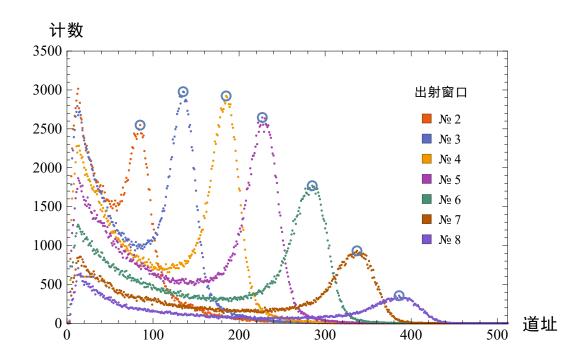
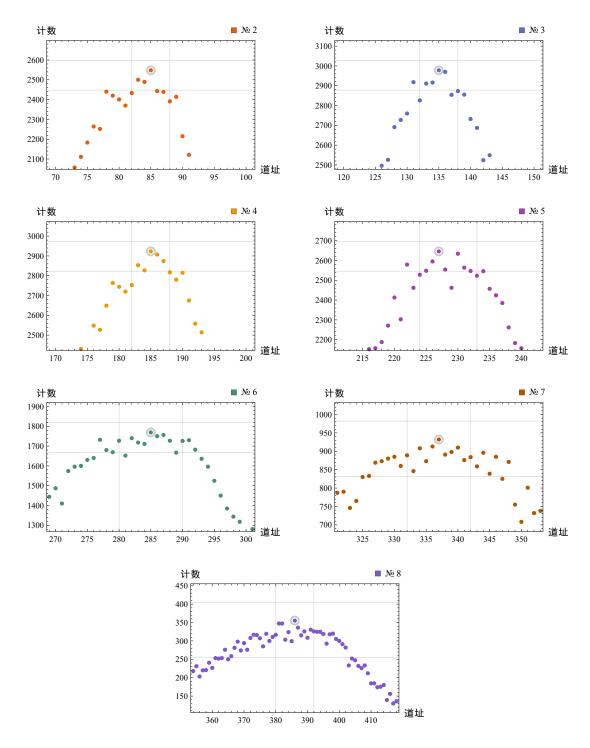


图 3: 真空状态下探测到的  $\beta$  粒子的能谱,真空由机械泵抽取至极限获得,真空度  $<-0.1\,\mathrm{MPa}$  (相对大气压的压差)。能量由道址  $n=1,2,\ldots,512$  表征,峰值以圆圈标记。 便于比较峰的强度,统一取活时  $600\,\mathrm{s}$ .

由图可见峰值及其强度随出射窗口的变化——出射窗口的编号越大,对应粒子运动半径 R 越大,即其动量 p 越大;相应地,峰值对应的道址 n 越大,即粒子的动能  $E_k$  越大。此外,能、动量增大,峰值的强度先增后减,这实际表征了  ${}^{90}\mathrm{Sr} - {}^{90}\mathrm{Y}$   $\beta$  源的能谱。

能谱峰值对应的道址由计算机获取,其不确定度通过具体分析峰值附近的图像确定;这一过程具体如图 4 所示。所得峰值道址 n 利用 n–E 关系转化为实测能量,再进一步修正得到  $\beta$  粒子能量;结果如表所示。



**图 4:** 真空  $\beta$  能谱 (图  $\beta$ ) 峰值的局部放大, 参考线表征峰值的极限不确定度。

.....

表 I:  $\beta$  粒子的能量测定数据表, 道址不确定度由图 4 确定,实际能量由实测能量修正后得到。 最终不确定度  $\delta E$  包含了  $\delta n$  及线性拟合的贡献。M 为出射窗口编号。

| № | 道址 n | 不确定度 $\delta n$ | 实测能量/MeV | 实际能量 $E/\text{MeV}$ | 不确定度 $\delta E  / \mathrm{MeV}$ |
|---|------|-----------------|----------|---------------------|---------------------------------|
| 2 | 85   | 3               | 0.37     | 0.49                | 0.02                            |
| 3 | 135  | 3               | 0.59     | 0.69                | 0.02                            |
| 4 | 185  | 3               | 0.81     | 0.90                | 0.02                            |
| 5 | 229  | 5               | 1.00     | 1.09                | 0.02                            |
| 6 | 285  | 5               | 1.24     | 1.33                | 0.03                            |
| 7 | 337  | 5               | 1.47     | 1.56                | 0.03                            |
| 8 | 386  | 6               | 1.69     | 1.78                | 0.03                            |

在此基础上,将 E—p 关系作图如下;其中,p = eBR 的误差主要由 R 即 x 测定时的误差导致,由于刻线不甚精确,估计  $\delta x$  的上限高达 1 mm.

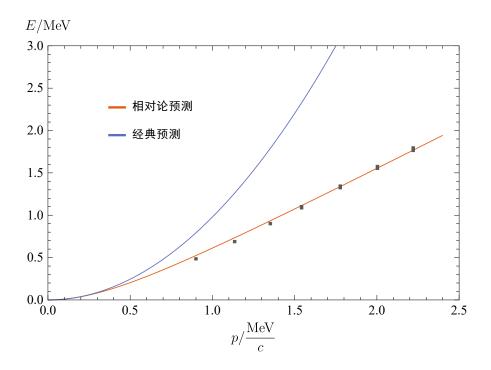


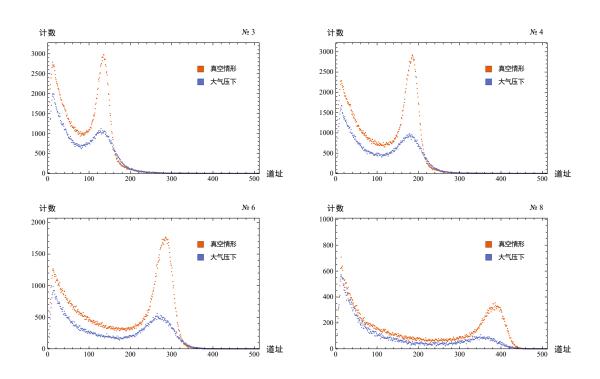
图 5:  $\beta$  粒子的动量-能量关系,理论预测由曲线给出。 实测数据表现为图中散点,散点的尺度体现了其不确定度。

.....

可见,实测数据与相对论性结果吻合得非常好,同时与经典结论明显不符。这便证实了高能  $\beta$  粒子遵循相对论性动量–能量关系。

**∞** •

进一步,考察空气对粒子运动的影响。在 1 atm 下重复实验,比较能量分布曲线,所得结果如下。可见,空气环境使峰值位置向道址更低方向(低能方向)偏移,且对峰值强度的影响十分明显;由于能量分布变得平缓,峰值位置的不确定度显著增大,这也不利于精确测定粒子的动能。



**图 6:** 真空与 1atm 下  $\beta$  能谱的比较

在此基础上, 我们尝试估计  $\beta$  粒子在 1 atm 的衰减长度  $L_0$ . 与空气分子的碰撞导致沿轨迹运动的粒子数目指数衰减, 考虑探测装置的效率  $\epsilon$ , 有探测到的粒子数目:

$$N_0 = \epsilon C e^{-\frac{L}{L_0}}, \quad p = p_0 = 1 \text{ atm}$$
 (12)

......

此外,粒子的自由程反比于压强,故改变压强 p 时,有:

$$N = \epsilon C e^{-\frac{pL}{p_0 L_0}} \implies L_0 = L \left(1 - \frac{p}{p_0}\right) / \ln \frac{N}{N_0}$$
 (13)

本实验中,  $L = \pi R$ ,  $\left(1 - \frac{p}{p_0}\right) \rightarrow 1$ , 进一步有:

$$L_0 = \pi R / \ln \frac{N}{N_0} \tag{14}$$

考虑本实验测得的能谱,如图 6 所示,实际上只有构成峰值的粒子是沿  $L = \pi R$  路径抵达探测器的,峰值以外的能谱是被散射后的粒子之贡献,在能谱上体现为一指数衰减的背景。在计数 N 值时,应当去除这一背景;去除的方法如图所示。

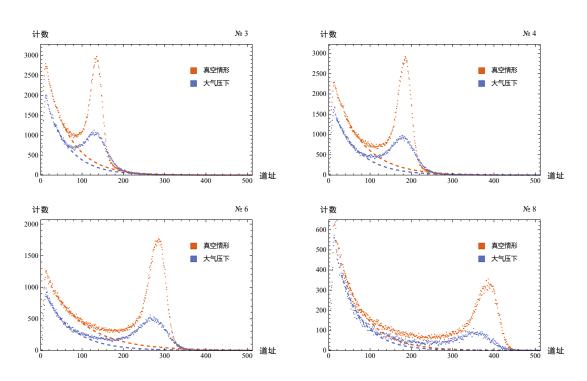


图 7: 背景能谱的识别与去除,以指数衰减的曲线表示。 注意到背景能谱的拟合实际上有不小的自由度; 尤其对于 N. 8的情形,峰值展宽太大,难以精确拟合。 故由此计算得到的结果仅作为  $L_0$  的一个估计值。

表 II:  $\beta$  粒子在 1atm 空气中的衰减长度  $L_0$  测定,由于  $N, N_0$  的不确定度很大,这里的计算仅作为  $L_0$  的一个估计。

№ 为出射窗口编号。

| $\mathcal{N}_{\overline{0}}$ | N      | $N_0$ | $R/\mathrm{cm}$ | $L_0/\mathrm{cm}$ |
|------------------------------|--------|-------|-----------------|-------------------|
| 3                            | 111308 | 59190 | 6.3             | 31.3              |
| 4                            | 131269 | 65565 | 7.5             | 33.9              |
| 6                            | 107650 | 45078 | 9.8             | 35.4              |

可见,  $\beta$  粒子在空气中的衰减长度  $L_0$  大致为三十几厘米, 且  $L_0$  似乎随着粒子能动量(对应出射窗口编号)的增大而增大。

当然,由于实际测算的数据只有 3 组,这一结论的置信度并不很高,需要进一步实验加以证实;但可以肯定的是,该能量范围的  $\beta$  粒子在 1 atm 下的衰减长度大致均在  $30\,\mathrm{cm}\sim40\,\mathrm{cm}$  上下,与 L 在同一量级。这也进一步肯定了在真空环境中进行实验的必要性。

# V. 结论

实验证实了高能  $\beta$  粒子的动量—动能的关系(色散关系)满足狭义相对论的理论 预测,即在误差容许的范围内,有:

$$E_k = \sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4} - m^2 c^4 \tag{6}$$

从而初步验证了狭义相对论对高速运动物体的适用性。同时,实验结果与经典理论的 严重偏离确认了经典力学对高速运动不适用。

在此基础上,实验估测了  $\beta$  粒子在 1 atm 空气中的衰减长度  $L_0 \sim 30$  cm  $\sim 40$  cm,从而强调了真空环境对提高数据质量的重要意义。此外,观察到衰减长度  $L_0$  似乎随着粒子能量增大而增大,这一结论符合直观;但由于数据量有限,需要进一步的实验加以确认。

----

### VI. 致谢

亲手接触放射源,还是有一些紧张的;感谢同组的韩霄同学,我们的讨论成果保证了实验顺利进行并获得成功。也感谢王思广老师细致而耐心的指导,这给我们带来了巨大的帮助。

[1] MAXWELL J C. A dynamical theory of the electromagnetic field[J]. Philosophical transactions of the Royal Society of London, 1865, 155: 459–512.

- [3] HERRMANN S, SENGER A, MÖHLE K, et al. Rotating optical cavity experiment testing lorentz invariance at the 10- 17 level[J]. Physical Review D, 2009, 80(10): 105011.
- [4] LORENTZ H. Electromagnetic phenomena in a system moving with any velocity smaller than that of light[C]//KNAW Proceedings: volume 6. [S.l.: s.n.], 1904: 1903–1904.
- [5] POINCARÉ H. The measure of time[M]//The Concepts of Space and Time. [S.l.]: Springer, 1976: 317–327.
- [6] 吴思诚, 荀坤. 近代物理实验[M]. 第 4 版. 北京: 高等教育出版社, 2015.

<sup>[2]</sup> MICHELSON A A, MORLEY E W. On the relative motion of the earth and of the luminiferous ether[J]. Sidereal Messenger, vol. 6, pp. 306-310, 1887, 6: 306-310.