宇宙线粒子探测与物理实验

王 喆 清华大学 工程物理系

地点、联系方式、实验报告

• 实验室: 刘卿楼802

• 联系方式: 王喆

- 办公室: 刘卿楼804

- 电话: 62794279, 13693213163

- Email: wangzhe-hep@tsinghua.edu.cn

• 助教: 陈珲有

- 办公室: 刘卿楼819

- 电话: 15827752671

- Email: chenhuiy19@mails.tsinghua.edu.cn

人身和设备安全

- 1. 出门请按门右侧墙上有钥匙状图案的开关!
- 2. PMT必须在光密闭的条件下使用,在漏光情况下不能加高压,强电流会导致PMT损坏。
- 3. PMT使用1500V左右的高压,一般不超过1900V。HV系 统功率很低,遇到漏电、高电流情况下会自动保护掉电。

4. 802实验室现在配备了很多重要设备、材料,注意安全, 在不了解的前提下不要操作! (<u>烷基苯</u>, <u>PPO</u>,高电压 设备,大量精密仪器)

2024/9/19

本实验的重要安全事项

A. Be careful

- 1. Move a scintillator detector. They are heavy.
- 2. Cables and connectors on the floor, fragile.

B. You must:

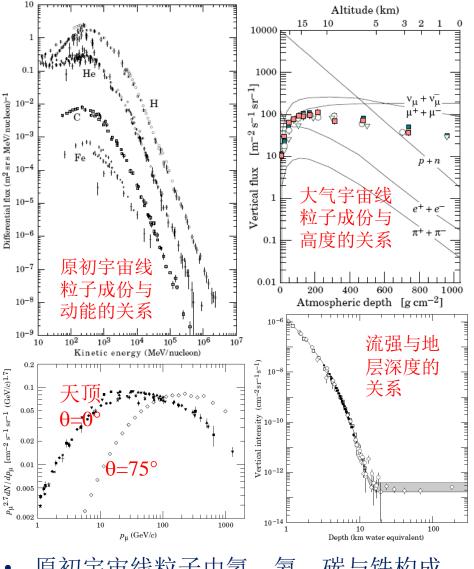
- No water in this room.
- 2. Turn HV off, before plug or unplug it.
- 3. Consult tutor for HV usage
- 4. Consult tutor for electronic module usage

目标与最终要求

经历一个完整的高能物理实验,学习 和感受全过程

- ▶ 了解宇宙线的成因、特点及应用;
- ▶ 理解与掌握辐射探测原理;
- 掌握核探测器相关的电子学知识
- 掌握在线数据获取的基本知识
- ▶ 掌握离线数据分析的基本知识
- 了解与宇宙线有关的物理研究和各种应用





- 原初宇宙线粒子由氢、氦、碳与铁构成
- 与大气中的原子核碰撞产生次级粒子
- 到达海平面的粒子主要是μ-子与中微子
- μ子动量与流强均随天顶角变化
- 海平面的 μ 子流强大约为 1 个/cm²/min

宇宙线实验-高能物理实验的前沿之一

- 宇宙线和伽玛射线实验:空间实验、气球实验、大气切伦科夫实验、大气荧光实验、空气簇射实验、中子监测...
- 高能中微子和地下缪子实验:地下中微子实验、水下中微子实验、南极冰中实验、 其他宇宙中微子实验
- 其他实验:引力波实验、寻找暗物质

本课程需要完成的实验内容

- 基础: 高压,扇入扇出,符合模块,甄别器,示波器使用,波形数据采集,离线波形分析
- ▶ 探测器性质与基本信号特征实验1: 暗噪声(事例率, 波形,特征参数),电子学噪声
- ▶ 探测器性质与基本信号特征实验2: 缪子信号(宇宙线 望远镜,事例率,波形,特征参数)
- 探测器性质与基本信号特征实验3: 闪烁体能量响应, 闪烁体衰减长度,闪烁体探测效率
- ▶ 物理实验1: 宇宙线缪子通量及角分布测量
- ▶ 物理实验2: 缪子寿命测量
- ▶ 物理实验3: Michael电子能谱测量

参考信息和书籍

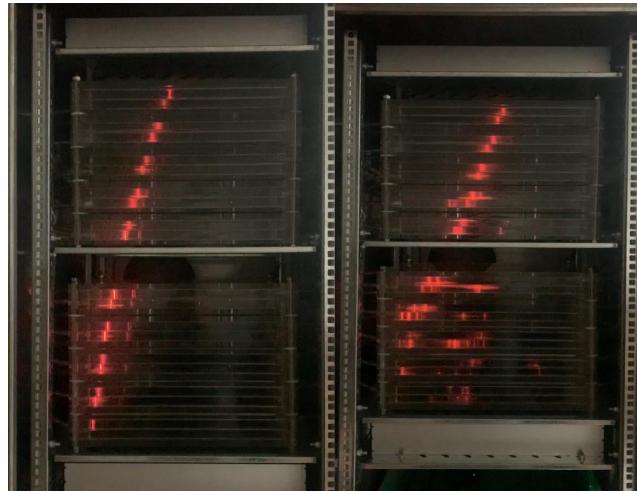
- http://hep.tsinghua.edu.cn/training/cosmicRay/index.html
- > 宇宙线物理
 - 1. 《Cosmic rays and particle physics》 T. K. Gaisser, R. Engel and E. Resconi
- 粒子与核物理探测实验
 - 1. 《Techniques for Nuclear and Particle Physics Experiment—A how-to Approach》, 2rd Revised Edition, W.R. Leo, Springer-Verlag, 1994
 - 2. 《粒子探测器与数据获取》,谢一冈等,科学出版社,2003
 - 3. 《粒子探测技术》, 汪晓莲,李澄, 邵明, 陈宏芳, 中国科学技术大学出版社, 2009
 - 4. 《粒子探测器》,Claus Grupen,Boris Shwartz著,朱永生,盛 华义译,中国科学技术大学出版社,2015
- > 数据分析
 - 1. 《Statistical Data Analysis》, Glen Cowan, Clarendon Press.Oxford,1998
 - 2. 《Statistics for Nuclear and Particle Physics》, Louis Lyons, Cambridge University Press, 1993

分组,考核和进行方式

- ▶ 2人一组
- 与助教和老师约时间进行实验,先讨论实验方案,可 行后才可进行
- ▶ 总共在15-20小时左右,必须保证每周2小时的实验时间
- ▶ 4次报告,每两周一次
- 每次的报告讨论会,每个组都要介绍自己的实验进展, 每组的两个人交替轮换报告
- 最后按照报告的结果,实验的投入程度,研究和学习的深度打分,期中实验结束,算总分(经常有些延迟)

先让缪子现身出来



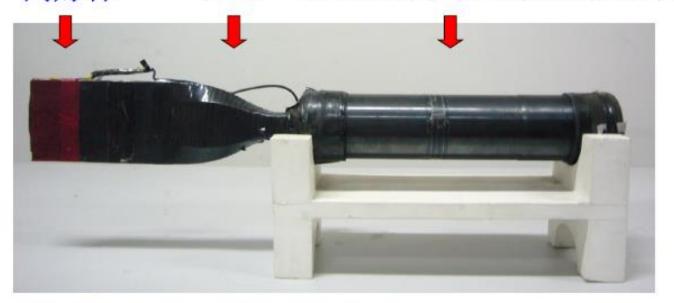


2024/9/19

闪烁体探测装置

本实验室采用的是光电倍增管经过光导与闪烁体耦合。

闪烁体 光导 带金属保护壳的光电倍增管



为了保证不漏光,在接头部位用黑条胶带缠绕。

光电倍增管的拆卸

本实验室采用的是飞利浦公司生产的 XP2020 型光电倍增管。旋转保护壳后部的金属盖即可将光电倍增管卸除。



拆卸后的闪烁体探测装置



光电倍增管基本构造

光电倍增管包括采光面窗口,光阴极,电子倍增部分以及其后部的分压器、读出与基座部分。



保持光电倍增管采光面的清洁

光电倍增管采光面必须保持干净,如发现尘埃,可以用 无水酒精清洗干净。但注意不能使用酒精清洗闪烁体。



光电倍增管与探测器的耦合

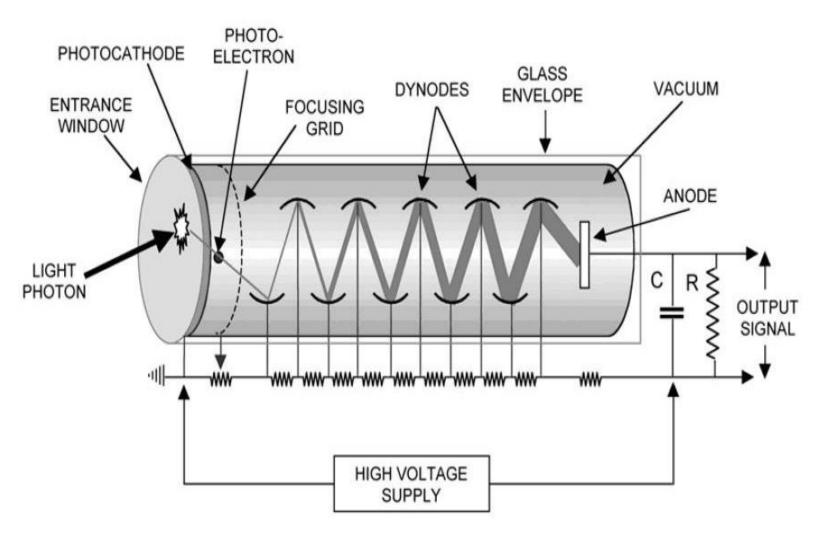
为了使光电倍增管与光导或闪烁体之间有很好的耦合,可在采光面从中间向外均匀涂上一层硅油。





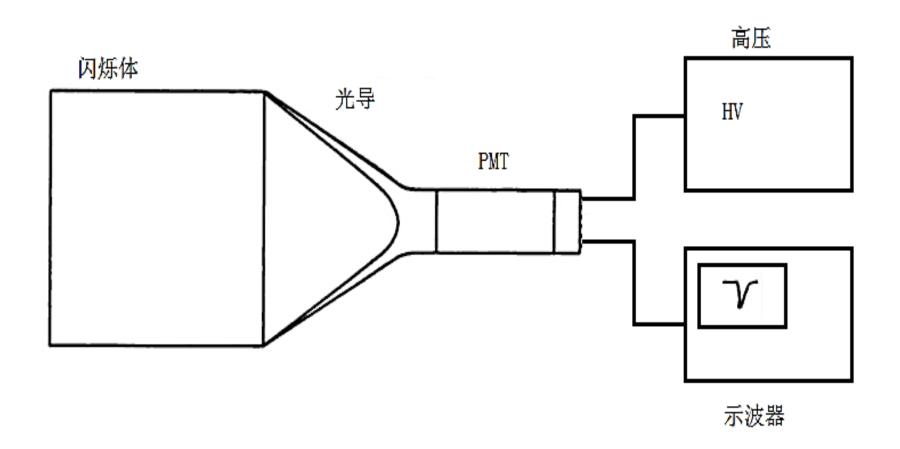
然后将光电倍增管重新装入金属保护壳,并将后盖旋紧。

光电倍增管简介



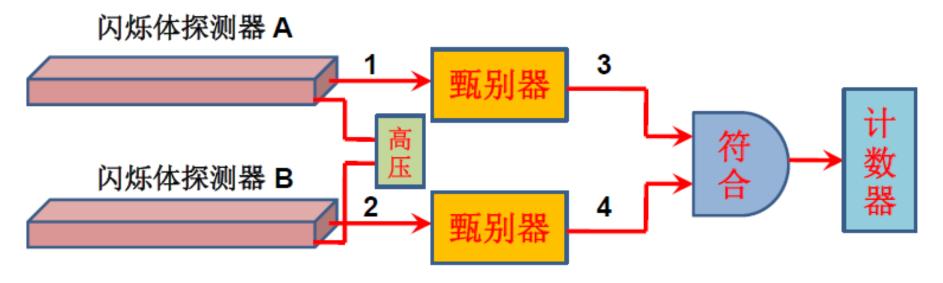
2024/9/19

观察高能宇宙线粒子信号



2024/9/19

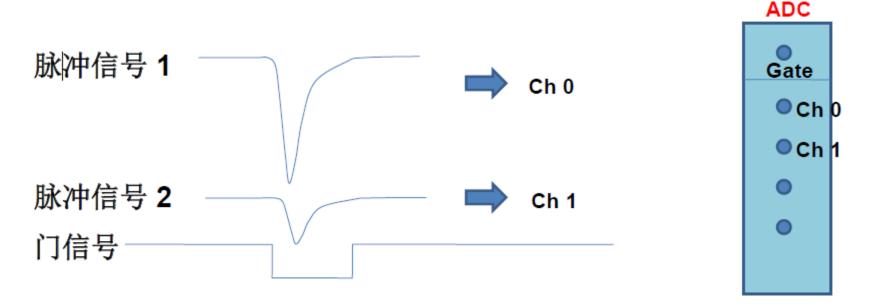
时间符合测量,组成宇宙线望远镜



- a) 连接光电倍增管的信号线与高压线,高压初始值设为1500伏;
- b) 利用示波器分布在1、2处观察光电倍增管输出信号随高压变化关系;
- c) 观察在没有50欧姆匹配电阻的情况下脉冲的变化与成因;
- d) 计算粒子穿过A、B给出信号到1、2处时,两者可能的最大时间差值;
- e) 按上图连接线路,用示波器观察3、4处甄别器输出的波形与符合情况;
- f) 用 3 处给出的脉冲做为触发在示波器观察 4 处给出的符合信号;
- g) 在计数器中记录 1 分钟内满足时间符合的事例数;
- h) 把B换为A的另一端,做双端时间符合,重复上述实验。

ADC Gate, 离线波形积分

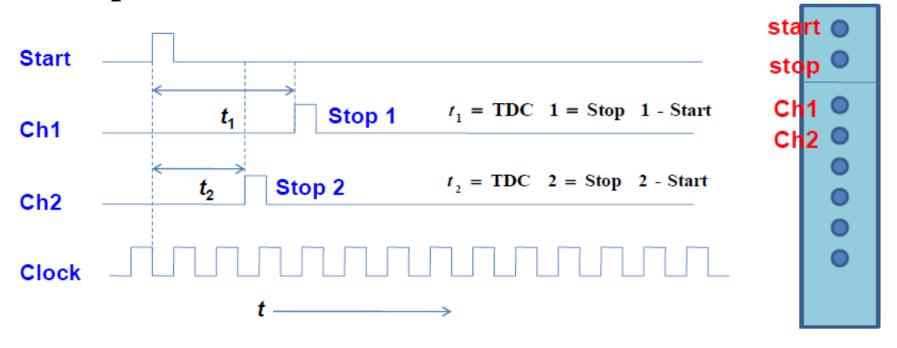
实验上通常需要测量脉冲的大小或对应的电荷量,正常光电倍增管的脉冲为



▶ ADC gate 就是给电子学插件一个门信号,使其对在 门内的脉冲进行积分,得到对应的面积即电荷量。

TDC Common Start, 波形前沿

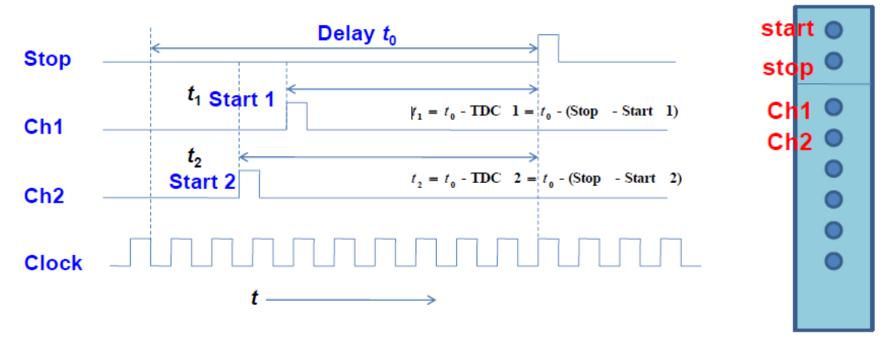
▶ 通常情况下,在TDC插件中时间的测量需要Start与 Stop(如下图有两路TDC道的情况) TDC



▶ 由于用作Start的电子学会引入延时,为使Ch1与Ch2 的Stop一定在Start之后,需要对这两路进行延时。

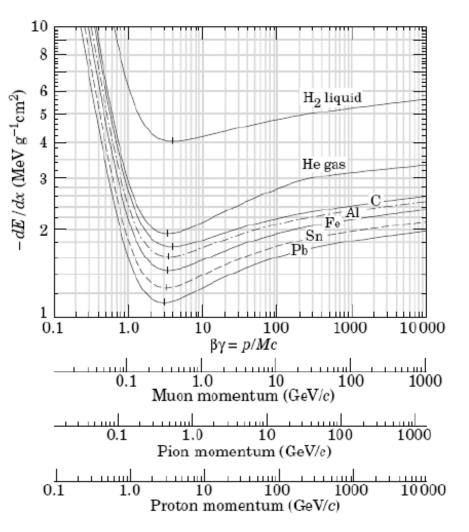
TDC Common Stop

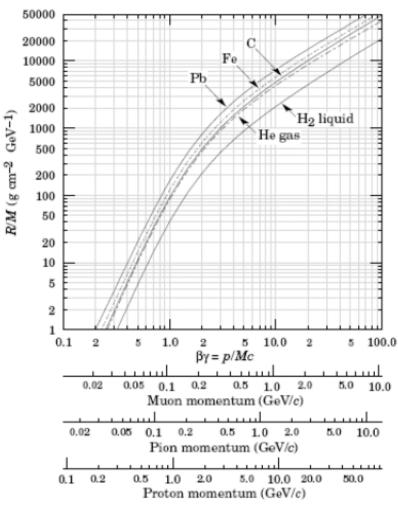
▶ 如果延时的道数太多,就需要采用Common Stop的方法(如下图) TDC



> 只要把用作Start的电子学道延时足够长的时间 t_0 ,用作 $Common\ Stop$,就可以测多路的时间。

三种典型带电粒子在几种常用探测器物质中的平均能量损失比率 以及射程粒子质量比与动量的变化关系

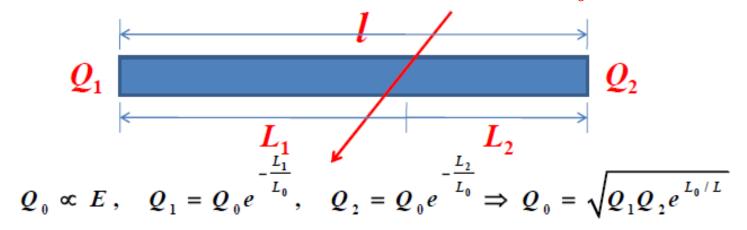




(引自粒子数据组 PDG2007)

闪烁体能量测量

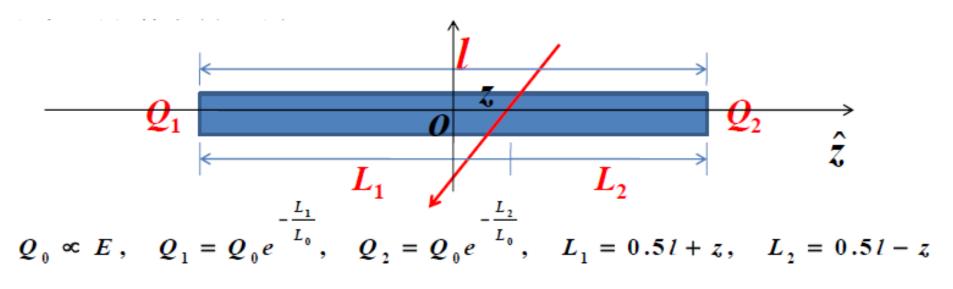
▶ 如果实验上可以对闪烁体两端读出光电倍增管的电荷测量 Q_1 与 Q_2 时,可以可以用来测量带电粒子穿过闪 烁体时沉积的能量。令闪烁体的长度 I 和衰减长度 I_0



▶ 由于无论粒子击中闪烁体什么位置,I/L0 均保持不变, 因此可以把它吸收到电荷到能量转换系数中,因此

利用双端电荷测量定位

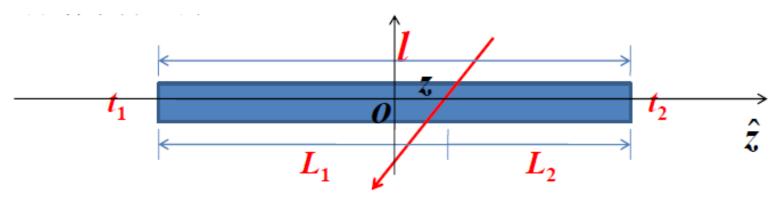
▶ 如果实验上可以对闪烁体两端读出光电倍增管的电荷测量 Q_1 与 Q_2 时,按下式定义坐标时还可以确定粒子击中的闪烁体的位置



$$z = \frac{\ln Q_2 - \ln Q_1}{2} = 0.5 \ln \frac{Q_2}{Q_1}$$

利用双端时间测量定位

▶ 如果实验上可以对闪烁体两端读出光电倍增管的时间 测量 t₁与 t₂时,按下式定义坐标时还可以确定粒子击 中的闪烁体的位置

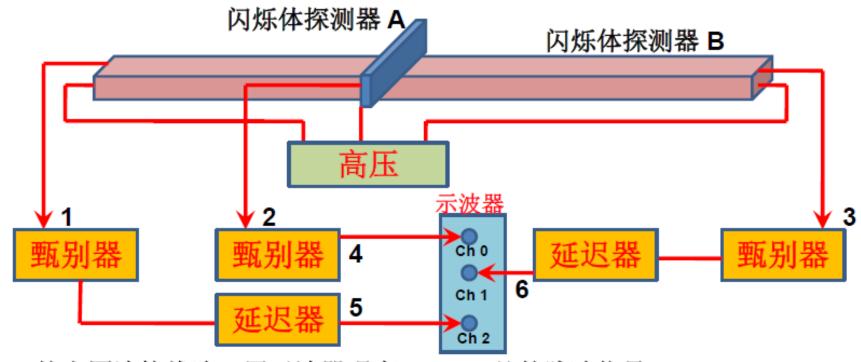


$$t_1 = L_1 / v = L_1 \cdot n / c$$
, $t_2 = L_2 / v = L_2 \cdot n / c$, $L_1 = 0.5l + z$, $L_2 = 0.5l - z$

$$z = \frac{t_1 - t_2}{2} \cdot \frac{c}{n},$$

$$c = 299,792,458 \text{ ms}^{-1}, \quad n = 1.581$$

光在闪烁体中的传播



- a) 按上图连接线路,用示波器观察1、2、3处的脉冲信号;
- b) 将A置于B正中央,调整高压使 1 与 3 处的脉冲高度一致;
- c) 估计光从B不同位置到两端的时间差值,设置A与B的符合时间窗大小;
- d) 调整延迟器使A与B两端的信号脉冲落入符合时间窗内;
- e) 移动A,用示波器观察1/5与3/6时间差的变化;
- f) 调节1、3的甄别器,用示波器观察5与6时间差是否有明显变化。

探测器性质研究: 衰减长度

基本原理: 闪烁光在闪烁体内传输时,由于光的吸收、散射等原因,光脉冲将逐渐减弱。不考虑几何因素时,光随着传输距离按下列方式衰减

$$N(x) = N_0 e^{-x/\lambda}$$

其中 N_0 为产生的光子数,x为到发光点的距离,为衰减长度。利用宇宙线垂直穿过闪烁体不同位置时,具有等同的最小电离值,发光强度一致的特点,可以测量闪烁体的衰减长度。

- > 实验的关键点:如何确认看到宇宙线缪子穿过了?
- 实验的步骤:根据基础实验给出的例子,画出探测器基本设置与电路图,在与指导教师讨论后,预约时间进行实验。

闪烁体探测效率

- ▶ 基本原理:由于闪烁体老化、闪烁光在闪烁体的长距离传输衰减,以及在多数情况下要通过光导与光电倍增管过渡耦合,使光电倍增管输出脉冲幅度可能与噪音比较接近,而无法通过甄别阈而无法探测,形成效率问题。实验上可以利用宇宙线来定义横穿过待测的闪烁体探测器,从而达到测量探测效率的目的。
- 实验的关键点:如何知道一定有宇宙线穿过待测闪烁体探测器;如何veto 其它宇宙线的偶然符合;如何排除偶然符合的噪音;如何估计在1%的精度下所需的事例数与实验时间。
- 实验的步骤:根据基础实验给出的例子,画出探测器基本设置与电路图,在与指导教师讨论后,预约时间进行实验。

闪烁体探测器的能量响应

- 基本原理:由于闪烁体有衰减长度的问题,因此对于同样的光强在闪烁体不同位置发光时,会给出不同的脉冲高度。如果不对所测量的能量响应按 粒子穿越的位置进行修正,当衰减长度相对不够长时,会造成能量测量分辨率变差的问题。
- ▶ <u>实验的关键点</u>:如何确定闪烁体双端给出的击中来自同一个闪烁光;如何 veto其它宇宙线的偶然符合;如何排除偶然符合的噪音;如何保证宇宙线 是垂直入射的;如何确定 ADC的门宽;如何确保闪烁体双端测量的ADC值 可以正确地叠加。
- 实验的步骤:根据基础实验给出的例子,画出探测器基本设置与电路图,在与指导教师讨论后,预约时间进行实验。

缪子通量

- ▶ 基本原理: 宇宙线缪子通量在海平面中的大小大约为每分钟每平方厘米约为1个,该数值包含了所有方向。由于宇宙线缪子基本不可能穿过地球,因此,它们都是来自天空的方向。对通量的测量需要包括来自所有方向的宇宙线。
- 实验的关键点:如何包含不同方向的缪子;如何排除 偶然符合的噪音。
- 文验的步骤:根据基础实验给出的例子,画出探测器基本设置与电路图,在与指导教师讨论后,预约时间进行实验。

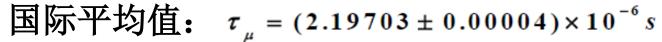
缪子角分布

- 基本原理:如果大气层外的宇宙线各向同性,它们与大气中的原子相互作用后,产生的次级粒子也保持原有方向,那么由于路程的长短关系,会造成大气层对宇宙线的吸收大小有不同,因此在地面上观察到的缪子流强与天顶角有很大的关联。
- 实验的关键点:如何测量不同方向的缪子;如何排除 偶然符合的噪音。
- 文验的步骤:根据基础实验给出的例子,画出探测器基本设置与电路图,在与指导教师讨论后,预约时间进行实验。

缪子寿命

基本原理: 在粒子物理标准模型理论中,零级近似下 缪子的衰变几率为国际平均值:

$$\lambda_{\mu} = \frac{1}{\tau_{\mu}} = \frac{G_F^2 m_{\mu}^2 c^2}{192 \pi^3 \hbar^7}$$



- > 实验的关键点:如何让缪子停止并衰变;靶材质的选取;如何veto其它宇宙线的偶然符合;如何确认时间测量的正确性;如何排除偶然符合的噪音。
- 文验的步骤:根据基础实验给出的例子,画出探测器基本设置与电路图,在与指导教师讨论后,预约时间进行实验。

缪子衰变能谱的测量

▶ 基本原理: 正负缪子衰变产生的末态正负电子均称为米歇尔电子 $\mu^+ \rightarrow e^+ v_e^- \overline{v}_\mu^- \rightarrow e^- \overline{v}_e^- v_\mu^-$

在母体缪子静止衰变的情况下,米歇尔电子能谱应具有如下形式: $dN_e/dx = 2(3-2x)x^2$, $x = 2p_e/m_u$

利用低能宇宙线在闪烁体靶停止并衰变的事例,来测量米歇尔电子能谱

- ▶ <u>实验的关键点</u>:如何veto其它宇宙线的偶然符合;如何排除偶然符合的噪音;如何尽最大的可能降低可测的米歇尔电子能量阈值;如何确保能量测量的精度。
- 实验的步骤:根据基础实验给出的例子,画出探测器基本设置与电路图,在与指导教师讨论后,预约时间进行实验。

实验前要准备的知识(1)

- 1.宇宙线中的缪子是如何产生的?
- 2.为什么在海平面上接收到的缪子要比电子多得多?
- 3.宇宙线中带电粒子的正负电荷比会一样吗?为什么?
- 4.为什么高空产生的缪子可以到达地面而不衰变?
- 5.为什么缪子流强会与天顶角有关?
- 6.宇宙线缪子沿地心穿过地球所需的最小能量是多少?
- 7.能否估计地球每天从宇宙线中吸收的能量的大小?
- 8.高能缪子穿过5厘米厚的闪烁体时会沉积多少能量?

实验前要准备的知识(2)

- 1.实验中经常描述两个信号是"同时"的,"同时的"概念是什么?
- 2.采用闪烁体探测器时,时间与电荷是如何测量的?
- 3.表征闪烁体探测器好坏有什么指标?
- 4.测量粒子能量有哪几种方法?
- 5.实验中"甄别阈"概念与"触发"概念分别是什么?
- 6.电脉冲在电缆中传播的速度大约是多少?
- 7.光电倍增管输出的信号与甄别器输出的信号有什么别?
- 8.用示波器测量信号时,为什么要注意"阻抗匹配"问题?
- 9.NIM、TTL与ECL逻辑信号的电平是多少?
- 10.什么是TDC、ADC?

一些英文的关键词

A. Physics related key words:

cosmic ray、generation of cosmic ray muon、cosmic ray muon flux、zenith angle、cosmic ray composition、proton、neutron、electron、 π meson、 μ lepton、neutrino、decay、polarization、parity、spin、helicity、lifetime、capture、Auger electron、Michel electron、minimal ionization、dE/dx、range、multiple scattering

B. Detection related key words:

plastic scintillator、light guide、wavelength shifter、PMT、coaxial cable、time shift、time jitter、LEMO connector、resistance match、trigger logic、coincidence and anticoincidence、delay、dead time、discrimination、fan-in and fan-out、TDC、ADC、CAMAC、NIM、VME、PCI、driver、band width、rising edge、trailing edge、discrimination threshold、trigger threshold、detecting efficiency、target matter、MIDAS、ROOT

设备列表(1)

A. 机箱

- 1. ORTEC 4001C, MIM 机箱
- 2. DSP Technology, CAMAC 机箱
- 3. Wiener VME 6-U 机箱

B. 高压电源

- 1. CAEN SY 2527, 48 路高压机箱
- 2. CAEN SY 127, 40 路高压机箱
- 3. BERTAN 5 千伏, 2 路NIM标准高压插件
- 4. NHQ 104L-S, 4kV/1mA , 2 路NIM标准高压插件
- 5. FH4304 单路NIM标准高压插件

设备列表(2)

- c. CAEN公司生产的NIM标准电子学插件
 - 1. CAEN N93B, Dual Timer (双路计时器)
 - 2. CAEN N108A, Dual Delay (双路延迟)
 - 3. CAEN N110, Dual Attenuator (双路衰减)
 - 4. CAEN N840 8-ch LED (8路前沿甄别器)
 - 5. CAEN N405, 3-Fold Logic Unit (3重逻辑单元)
 - 6. CAEN N455, Quad Coincidence Logic Unit (四重符合逻辑单元)
 - 7. CAEN N625, Quad Liner Fan-In Fan-Out (四重线性扇入与扇出单元)
 - 8. CAEN V976, 4-Fold Coincidence Fan-In Fan-Out (四重符合扇入与扇出单元)
 - 9. CAEN N454, 4-8 Logic Fan-in, Fan-out (四重逻辑符合扇入与扇出单元)

设备列表(3)

D. LeCroy及其它公司生产的NIM标准电子学插件

- 1. LeCroy Model 365AL 4-Fold logic unit (四重逻辑单元)
- 2. LeCroy Model 4608C OCTAL Discriminator (八重甄别器)
- 3. LeCroy Model 622, QUAD coincidence (八重符合)
- 4. LeCroy Model 222, Dual Gate Generator (双路门产生器)
- 5. ORTEC 974 QUAD Counter/Timer (四路计数/定时器)
- 6. Phillps Model 755, 4-FOLD Logic Unit (四重逻辑单元)

E. CAMAC标准电子学插件

- 1. LeCroy 2228A 8路TDC
- 2. LeCroy 2249A 12路ADC
- 3. LeCroy 3377 32路TDC
- 4. Phillips 7106, 16路 Discriminator/LATCH (甄别/锁相)
- 5. KCS 3922 Parallel Bus Camac 机箱控制器