

L3C 宇宙线实验中 Z^0 数据的分析

刘振安¹⁾

(中国科学院高能物理研究所 北京 100039)

摘要 μ 子动量谱的精确测量是 L3C 宇宙线实验最重要的目标之一。事例重建的好坏是该测量的关键,而能量确定的衰变为双 μ 子的事例是检验重建程序的最好手段。该数据分析利用在 2000 年中获取的数据作为样本,筛选出了 LEP 在 2000 年 4 月、5 月、8 月和 9 月等 Z^0 能量运行期间 L3C 宇宙线实验数据中记录的 $Z^0 \rightarrow \mu^+ \mu^-$ 事例数据,得到通过重建程序后动量为 45 GeV 的 μ 子动量分辨率为 $(5.47 \pm 0.25)\%$ 。

关键词 宇宙线 中微子 μ 子 Z 波色子

1 引言

L3C^[1] 宇宙线实验是由高能物理研究所、理论物理所以及瑞士、德国、法国、意大利、西班牙等国家和单位的科学家参加的国际合作。该实验利用位于欧洲核子研究中心 CERN 正负电子对撞机 LEP 上的 L3^[2] 谱仪的大型磁铁和高精度大型漂移室,附加由闪烁体构成的 T0 探测器,以及有效的分析工具,对多项物理目标进行研究。宇宙线 μ 子动量谱的精确测量是 L3 宇宙线实验最重要的目标之一。对 μ 子动量谱的绝对测量,可以对计算的 μ 中微子谱进行标定,该谱是帮助解决大气中微子振荡问题的关键之一。对 μ 子谱电荷比和多重数的测量,也可给出原初宇宙线的构成和分布的信息。

对 μ 子动量谱的测量,显然事例重建程序的好坏直接影响测量精度。L3C 实验中 μ 子漂移室的时间零点是由 T0 探测器的时间信息确定的。L3C 实验的一个有利条件是有 LEP 对撞事例可以利用,即利用 LEP 运行在 Z^0 能量时产生的 μ 对事例,分析测量重建后的动量分辨率。这些 μ 子的动量是非常准确的,可以用来判断重建程序的好坏。L3 实验中 Z^0 事例的选取有比较成熟的经验^[3,4],但在 L3C 宇宙

线实验中 Z^0 事例的挑选却是一个挑战。因为 L3C 宇宙线实验的触发判选是以宇宙线为根据的,没有专门的 Z^0 事例触发, Z^0 事例是作为本底记录的,而 Z^0 事例的事例率又很低,因此 Z^0 的挑选难度很大。本文介绍作者在 L3C 宇宙线实验 2000 年获取的数据分析过程中开发的 Z^0 事例的挑选方法与数据分析结果。

2 数据样本

本文的目的是利用由 LEP 对撞产生的 Z^0 衰变产生的 45 GeV 的 μ 对来测量 L3C 探测器的动量分辨率,因此必须首先从大量的宇宙线实验数据中得到 LEP 对撞时获得的数据样本。L3C 实验记录的是宇宙线事例,但同时也记录了 2000 年 4 月至 11 月期间 LEP 运行于 Z^0 能量时产生的 μ 对事例,但对撞事例远远少于宇宙线事例。为了挑选出 LEP 对撞事例产生的数据,我们必须首先知道 LEP 运行于 Z^0 能量的确切时段。

LEP 在 2000 年四月份、五月份、八月份和九月份 4 个时间段运行在 Z^0 能量。表 1 给出了这些数据的详细信息。

2002-08-12 收稿, 2002-10-21 收修改稿

1) E-mail: liuz@ mail.ihep.ac.cn

表 1 本文采用的 Z^0 数据样本

LEP 注入号	L3C RUN 号	日期(年月日)	时间段	总时间/S
6811	100973—101009	000403	10:57—18:05	410
6813	101032—101046	000403	22:35—02:27	204
6815	101055—101069	000404	05:04—10:14	210
6821	101135—101164	000404	22:56—10:08	654
6827	101214—101241	000405	21:29—09:02	670
6831	101249—101278	000406	22:02—10:57	756
6834	101344—101367	000407	19:04—09:12	800
6839	101409—101411	000408	19:03—20:41	56
6842	101427—101439	000409	09:27—13:35	247
6846	101459—101493	000409	21:49—10:28	784
6847	101549—101572	000410	22:40—08:01	533
7249	107155—107218	000523	13:55—02:22	787
7250	107222—107289	000524	03:47—15:15	688
8176	117797—117856	000816	17:35—06:50	786
8177	117864—117920	000817	07:54—13:12	232
8453	120831—120871	000914	14:09—22:52	475
8454	120874—120939	000914	23:16—10:32	641

3 事例的预选

L3C 实验中宇宙线的事例率约为 400/s, 而 LEP 正负电子对撞经过 Z^0 产生的双 μ 事例被 L3C 记录下来的事例几分钟才有一个。因此 L3C 宇宙线实验记录下的数据中 Z^0 事例的比例非常少, 大约为 6.4×10^{-5} 。图 1 为双径迹事例中第一径迹和第二径迹的动量关系图。 Z^0 产生的双 μ 事例的动量应该在 $(45, -45)$ 和 $(-45, 45)$ GeV 为重心的两个小区域。从此图中看出 Z^0 产生的双 μ 事例的比例很小。

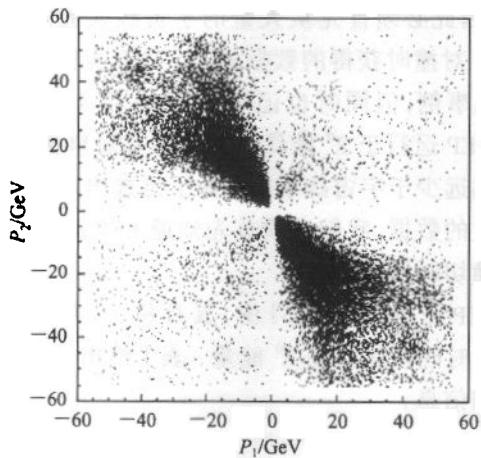


图 1 原始样本中双径迹事例的动量分布图

在加速器实验中, 一般都有一个束流检测(或称束流通过)探测器, 用来表示束流的通过。而该探测

器与实验靶或对撞点的距离一定, 束流的飞行速度也一定, 因而束流检测探测器的输出信号比对撞时刻有一个固定的提前量, 可用来代表对撞时刻, 即反应产物的产生时刻。在 L3 实验的数据获取系统中有一个“束流通过”探测器信号(Btim), 束流通过该探测器时通知 L3 触发和 DAQ 系统有对撞发生。对撞产生的 μ 对由于具有确定的飞行速度, 因而飞行到 T0 探测器的时间也是相同的(距离相同), 就是说, 对对撞产生的粒子而言, T0 探测器信号(Stim)的产生时间与 Btim 有固定的时间差。在 L3C 宇宙线实验中, 触发是由 T0 探测器(闪烁体探测器)信号和漂移室信号确定的。对撞产生的 μ 子在 T0 探测器产生的信号与宇宙线粒子在 T0 探测器产生的信号都能产生触发并被记录下来。但对对撞事例而言 Btim 与 Stim 的差是固定。而对宇宙线事例, Btim 的时间是随机的。因而我们把 Btim 信号的产生时间记录下来, 代表与 LEP 对撞事例的关联, 利用此信息区分对撞事例和宇宙线事例。但在实验中我们发现, 由于 L3C 数据获取系统采用了流水线技术, L3C 触发方式的特殊性使得有些“束流通过”信号落在了搜索时间窗的外面。L3 的数据获取系统也提供一个公共停止信号。该信号产生的时问(图中用 Ctim 表示)与束流通过的时间(图中用 Btim 表示)有一个固定的时间差(晚于 Btim), 正好落在时间窗内。对于对撞产生的数据, 公共停止信号与闪烁体产生的 T0 信号(图中用 Stim 表示)应该也有一个固定的时间差。

间差。我们就利用该特性从大量的宇宙线数据中挑选对撞事例。从图 2 中看出, 对 Z^0 事例(图中直线

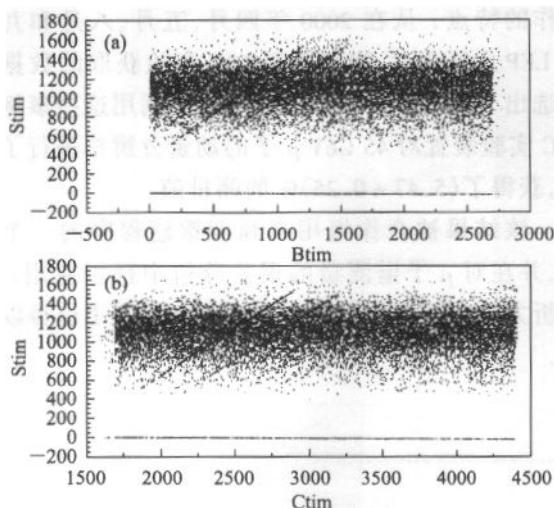


图 2 Stim 与 Btim(a) 及 Ctim 的关系(b)

上的事例), 确实存在一个固定的时间差。研究中发现如我们所愿确实存在 (Stim-Ctim) 的固定时间差(见图 3, 上部长条为 Z^0 事例, 下部台阶部分为宇宙线事例)。图上有两个峰(图 2 中两条直线), 是因为对撞束流实际是由两个微束团构成的, 每个事例是由其中的一个微束团对撞产生的, 因而产生的时刻略有不同, 因而也验证了束流的结构是两个微束团。因此在过滤程序中利用条件 $1750 < (Stim - Ctim) < -1650$ 和 $-1400 < (Stim - Ctim) < -1300$, 就可以从原始数据中把 Z^0 数据连同部分本底挑选出来形成一个浓缩文件, 用于其后的事例重建和事例选择。在实践中, 为了更好地研究发现好的事例选择方法, 在过滤程序中也要求径迹在顶点处 xy 平面与对撞中心的距离应小于 20cm。

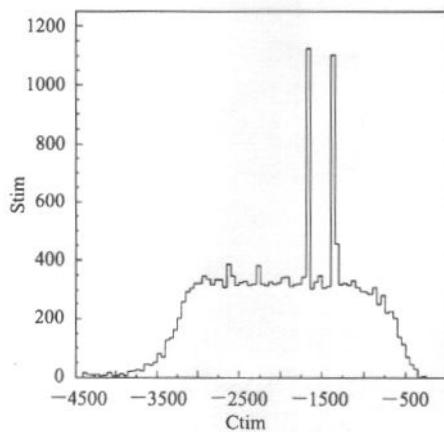


图 3 闪烁体击中信号与公共停止信号的时间差

4 事例的选择

从图 3 可以知道, 预选以后的事例包含 Z^0 事例(图中长条部分)外, 仍包含大量的宇宙线本底(台阶中长条对应的部分)需要继续排除。我们知道 $Z^0 \rightarrow \mu^+ \mu^-$ 事例必须也只能有两条径迹($N_\mu = 2$), 而且 μ 子漂移室的三层单元段中都有击中($N_{\text{pmt}} = 3$)。由于 T0 探测器只覆盖在正上的部分($0.6 < \varphi < 2.5$, $-0.5792 < \lambda < -0.0792$ 和 $0.0708 < \lambda < 0.5708$, 束流方向有一个小缝隙), 因此对此加以限制。束团的几何大小在 xy 平面内为 0.4cm, z 方向为 1.4cm, 因此 $Z^0 \rightarrow \mu^+ \mu^-$ 事例的径迹原点一定在 5 倍方差之内($DCA < 2\text{cm}$, $|z| < 7\text{cm}$)。还有 $Z^0 \rightarrow \mu^+ \mu^-$ 事例中 μ 的能量和动量也应该在 45GeV 附近($35 < E < -55\text{GeV}$, $35 < P < 55\text{GeV}$)。综上所述, 通过下列选择条件的事例:

$$0.6 < \varphi < 2.5$$

$-0.5792 < \lambda < -0.0792$ 上半部的径迹要落在闪烁体上

$$0.0708 < \lambda < 0.5708$$

$DCA < 2\text{cm}$ 径迹在 xy 内与对撞顶点的距离小于 2cm(5 倍 σ)

$$z < 7\text{cm}$$
 z 向到顶点的距离小于 7cm(5σ)

$$35 < E < -55\text{ GeV}$$
 能量范围

$$35 < P < 55\text{ GeV}$$
 动量范围,

我们认为是 Z^0 事例。对浓缩后的数据样本经过 V402 版本重建程序重建后总共找到了 411 个 Z^0 事

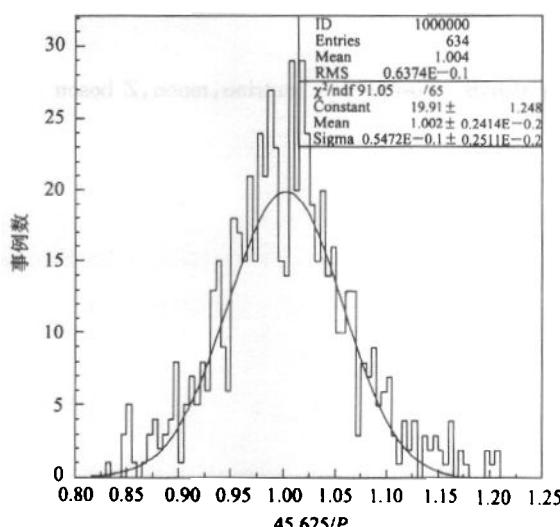


图 4 μ 子的动量分辨率测量

例。为了检验这些候选粒子是否是真正的 Z^0 粒子，我们检查事例中两条径迹之间的 θ 和 φ 角的差(应为 180°)，并且利用事例扫描程序对这些径迹进行逐个检查，发现只有两个宇宙线粒子被误判为 Z^0 粒子。

利用上面选出的 $Z^0 \rightarrow \mu^+ \mu^-$ 事例给出 μ 子动量的测量结果参见图 4(横坐标中 45.625 GeV 为 μ 子初始动量, $P(\text{GeV})$ 为测量动量。)

5 结果与讨论

在 L3C 实验进行过程中建议对“束流通过”信

号和公共停止信号在数据获取系统中进行记录，并在数据分析中研究建立了相应事例挑选规则，是本工作的特点。从在 2000 年四月、五月、八月和九月份 LEP 运行于 Z^0 能量期间 L3C 实验获取的数据中挑选出了 411 个 $Z^0 \rightarrow \mu^+ \mu^-$ 事例，并利用这些事例对 L3C 实验装置对 45 GeV μ 子的动量分辨率进行了测量，获得了 $(5.47 \pm 0.25)\%$ 的测量值。

该结果被合作组用来判别重建程序的一个参数，并在对 μ 子谱测量的误差分析中得以应用。该分析方法在其后的重建程序的不断改进中也得以应用。

参考文献(References)

- 1 Baehr J. et al. Precision Measurement of the Cosmic Ray Muon Momentum Spectrum Between 20 and 2000 GeV/c, July 1996, L3 internal Note No. 1977
- 2 L3 Collab. Nucl. Instr. And Meth., 1990, **A289**:35
- 3 LIU Zhen-An, CHEN Guo-Ming et al. High Energy Phys. and Nucle. Phys., 1998, **22**:990 (in Chinese)
(刘振安,陈国明等.高能物理与核物理,1998,**22**:900)
- 4 CHEN Guo-Ming, CHEN Gang. High Energy Phys. and Nucl. Phys., 1995, **19**:692 (in Chinese)
(陈国明,陈刚.高能物理与核物理,1995,**19**:692)

Z^0 Data Analysis in L3 Cosmic-Ray Experiment

LIU Zhen-An¹⁾

(Institute of High Energy Physics, CAS, Beijing 100039, China)

Abstract The μ pair decayed from Z^0 is a good means to check the quality of reconstruction program in L3 Cosmic experiment. This paper describes the method of selecting $Z^0 \rightarrow \mu^+ \mu^-$ events from data sample recorded during April, May, August and September, 2000 when the LEP was running at Z^0 energy. The momentum resolution of $(5.47 \pm 0.25)\%$ for 45 GeV muon is obtained.

Key words cosmic ray, neutrino, muon, Z boson

Received 12 August 2002, Revised 21 October 2002

1) E-mail: liuz@ mail.ihep.ac.cn