# 一个用于多重示踪技术的康普顿成像装置

杨永峰<sup>1</sup>, Y. Gono<sup>2</sup>, S. Motomura<sup>2</sup>, S. Enomoto<sup>3</sup>, Y. Yano<sup>3</sup>

(1. 中国科学院近代物理研究所,甘肃兰州 730000;

2 日本九州大学物理系, 福冈 812 8581;

3 日本理化学研究所回旋加速器中心,和光 351 0198)

**摘要**:提出了一个由位置灵敏高纯锗探测器组成、用于多重示踪技术的康普顿成像装置。简要介绍 了康普顿成像系统的工作原理以及影响其空间分辨率的各种因素。用蒙特卡洛方法模拟了所提出 的康普顿成像装置对处于不同位置、发射不同能量 γ射线的点源可达到的效率和空间分辨率。用现 有的 2个多单元高纯锗探测器进行了三个点源成像实验,证明所提出的康普顿成像装置适用于多重 示踪技术。

关键词:多重示踪技术;康普顿成像装置;蒙特卡洛模拟

中图分类号: TL814; 0 615 4 文献标识码: A 文章编号: 1000 7512 (2001) 03~ 04 0155 06

中高能重离子加速器的使用加速了多重示踪技术的发展。和通常的单一示踪技术相比,多 重示踪技术具有高效率和高可靠性的优点,被广泛应用于生物学、医学、药学和植物学等领 域<sup>[1]</sup>。在多重示踪技术中需要一个探测装置来同时测量多个放射性核素在样品中的位置。由于 在多重示踪技术中同时使用多个放射性核素,这些核素发射的 γ射线能量范围为几十 keV 到 几 M eV,所以用于多重示踪技术的成像装置必须具有好的能量分辨率,以便对不同核素进行 鉴别,还必须同时适用于发射各种能量 γ射线的核素。常规使用机械准直器的成像系统只适用 于低能单光子,不能用于多重示踪技术。相反由于多普勒展宽和能量分辨引起的空间分辨率随 着 γ射线能量的增加而得以改进,康普顿成像装置适用于高能 γ射线。1974年 T odd等<sup>[2]</sup>首次 提出了康普顿成像装置的原理,并提出将该装置应用于医疗成像。此后,不同研究小组研制了 用于医疗成像<sup>[3]</sup>和核工业的康普顿成像装置模型<sup>[4]</sup>,并进行了一系列成像实验和成像方法研 究。近年来,随着核探测技术,尤其是位置灵敏硅和锗探测器技术的发展,越来越多的研究小 组开始研制康普顿成像装置<sup>[5,6]</sup>并进行康普顿成像装置的成像方法研究<sup>[7,8]</sup>。但是,到目前为止 康普顿成像装置除了已经成功地用于核天体物理学来测量宇宙中高能 γ射线的发射方向 外<sup>[9]</sup>,还没有任何一个装置应用于疾病诊断。本工作提出一个由两个位置灵敏高纯锗探测器 组成的康普顿成像装置,研究本装置用于多重示踪技术的可能性。

收稿日期: 2007 05 25 修固召期: 2007 05 25 修固召期: 2007 05 Codemic Journal Electronic Publishing House. All rights reserved. ht 作者简介:杨永峰 (1966~),男 钗族),陕西乾县人,副研究员,原子核物理专业

ht

#### 原理

156

康普顿成像装置原理示意图示于图 1。康普顿 成像装置由 2个平面高纯锗探测器组成,每个高纯 锗探测器被均匀分割成多个单元,构成位置和能量 皆灵敏的探测器阵列。如果来自样品的 γ射线在第 一个探测器中发生康普顿散射,然后被第二个探测 器完全吸收,其在两个探测器中的相互作用位置 轨、 抗和能量损失 爓、爓 可直接由两个位置灵敏探测器 测量,γ射线的能量 爛 可由 爓 加 爓 得到。由于高 纯锗探测器具有好的能量分辨率,所以不同的放射 性核素可由其特征 γ射线能量得以鉴别。康普顿散 射角 衢可由康普顿散射公式计算:



图 康普顿成像装置原理示意图

(1)式中 牔牖为电子的质量。由于康普顿散射公式没有给出任何 犹方位角的信息,所以 γ射线的发射位置一定处于一个圆椎表面上的某一点,这个圆椎的顶点为 抗、中轴线为 抗抗、半角为 犤

)

一个最简单的三维像可通过直接叠加由一系列事件所产生的圆椎得到。像的分辨率依赖 于圆椎确定的精度,从而取决于两个探测器的位置和能量分辨率以及几何位置。确定一个圆椎 的误差包括三个方面:顶点的误差 Δ橡康普顿散射角的误差 Δ橡和中轴线的误差 Δλ缩 Δ橡直接 取决于第一个探测器的位置分辨率。Δ化和决于第一个探测器的能量分辨率和由于探测器中 电子初始动量分布而引起的多普勒展宽。Δ化和第一个探测器的能量分辨率 Δ/ 晶的依赖关系可 由下面公式给出:

$$\Delta t = \frac{\text{let iff}}{\sin t t t t t t t} \Delta t = \frac{1}{2} \Delta t =$$

所以由第一个探测器的能量分辩率引起的 Δ 欄 道着 γ射线能量的降低和康普顿散射角趋 于 0和 180 而增加。计算由多普勒展宽而引起的 Δ 欄 2 较复杂,文献 [5]中有详细的描述。由多 普勒展宽而引起的 Δ 欄 2 随着 γ射线能量的降低而增大,所以康普顿成像装置尤其适用于高能 γ射线。Δ 增取决于两个探测器的位置分辨率和间距,可通过改进探测器的位置分辩率和增加 它们的间距而降低。Δ 墩 物 翻 4 幼 輸的统计结合给出康普顿成像装置的空间分辨率, 物从发射 点到 牨 的距离。所以, 为了得到好的空间分辨率, 源必须尽可能地靠近康普顿成像装置。

## 蒙特卡洛模拟

使用 GEANT蒙特卡洛程序<sup>[10]</sup>对康普顿成像装置的探测器系统进行了优化<sup>[11]</sup>。GEANT 为西欧核子中心 (CERN)研究人员编写的最初用来进行高能物理探测器模拟的一个蒙特卡洛 程序,现在也被广泛应用于核物理、辐射防护和核医学等。本工作根据探测器系统的优化结果 提出了一个下述康普顿成像装置。本装置由两个灵敏体积分别为.10 cm×10 cm×1 cm和20 (C)1994-2021 China Academic Journal Electronic Publishing House. All rights reserved. m× 20 cm×2 cm的高纯锗探测器阵列组成。由于现在可得到的平面高纯锗探测器的最大面 积大约为 5 cm×5 cm,所以以上 2个探测器阵列可分别由多个探测器组成。1 cm 大约为第一 个探测器的最佳厚度;第二个探测器厚度选为 2 m,主要是由于现在可以制做的平面高纯锗 探测器的最大厚度为 2 m,更厚的第二个探测器可得到更高的效率。将每个高纯锗探测器的 阳极和阴极分别分割为宽度为 2 mm 的条形,阳极和阴极的分割方向互相垂直,从而得到两个 方向的位置分辨。厚度方向的位置分辨可由探测器阳极和阴极信号的时间差得到。实验表明 此方法可得到的位置分辨率大约为 2 mm<sup>[12]</sup>。两个探测器阵列平行放置,其间距为 6 m。

用 GEANT 程序模拟了上述康普顿成像装置的效率和空间分辨率。效率定义为在第一个 探测器中发生单次康普顿散射,然后完全被第二个探测器吸收的 γ射线的数目除以从源发射 的 γ射线的数目。为了得到空间分辨率,采取了以下简单成像方法:圆椎和成像平面的交线为 椭圆,通过直接相加由一系列事件产生的椭圆可以在成像平面上得到一个二维像。一个点源的 二维像示于图 2a,通过二维像中心切片而得到的一维位置谱示于图 2b。本工作中将此一维位 置谱的半高宽 (FW HM)定义为康普顿成像装置的空间分辨率。本工作所有计算中第一个探测 器的能量分辨率为 2.4 keV 在 1332.5 keV 处),没有考虑多普勒展宽。



图 () 点源在成像平面上的二维像 图 () 通过二维像中心的一维切片位置谱 杭和 杵分别为成像平面上的 杭和 杵坐标,图 2 (a)右纵标尺标出二维像中不同深度对应的每道计数

图 2给出的像为一个能量为 662 keV、处于康普顿成像装置的中心轴线、距离第一个探测器中心为 6 cm 的点源由上述康普顿成像装置得到的像;对应的效率和空间分辨率分别为 0 41%和 5 mm,远优于通常采用机械准直器的成像系统使用发射 140 keV γ射线的<sup>99</sup>T c<sup>--</sup> 时的效率 (10<sup>4</sup>)和空间分辨率 (12 mm)。

点源距第一个探测器中心距离的变化对效率和空间分辨率的影响结果示于图 3。点源处于康普顿成像装置的中心轴线,能量为 662 keV。由图 3可以看出,随着源到康普顿成像装置距离的增大效率减小,空间分辨率变坏。

γ射线能量的变化对效率和空间分辨率的影响结果示于图 4.在低能时由于光电效应截面 很大,γ射线很容易被第一个探测器吸收,所以效率随着能量的增加而增加,在 300 keV 时达 到最大值,然后随着能量的增加而降低,在 2 000 keV 时的效率大约为 300 keV 时的 增5.空间 分辨率随着能量的增加而改善,由于由探测器位置分辨引起的空间分辨率对能量的变化不灵

ht

ht



图 效率和空间分辨率随着 论射线能量的变化

敏,所以由图 4可以得到以下结论:和探测器位置分辨的贡献相比,当 γ射线能量大于 300 keV时,第一探测器的能量分辨对空间分辨率贡献可以忽略不计,但随着 γ射线能量的降低,第一探测器的能量分辨的贡献越来越大。当 γ射线能量大于 200 keV时,康普顿成像装置的效率和空间分辨率优于使用机械准直器的成像装置,所以康普顿成像装置尤其适用于能量大于 200 keV 的 γ射线的成像hina Academic Journal Electronic Publishing House. All rights reserved.

### 实验

使用现有的 2个多单元平面高纯锗探测器,进行了康普顿成像装置成像的实验研究。实验 在日本九州大学物理系完成。两个探测器平行放置,其间距为 6 m,三个点源<sup>60</sup>Co,<sup>137</sup>Cs和 <sup>152</sup>Eu放置于一个平行于探测器平面、距离第一个探测器中心 6 m 的平面上。每个探测器大小 为 5 m× 5 m× 2 m,通过阴极分割为 25个 1 m× 1 m× 2 m 的等大小单元。由于受实验 室中现有电子学插件数量的限制,实验中仅使用了第一个探测器中的 7个单元和第二个探测 器中的 9个单元,采用标准的 N M CAMMAC电子学系统。实验数据获取时记录了两个探测 器的符合数据,但数据分析时为避免多次散射效应的影响,仅采用两个探测器中分别同时只有 一个单元有信号的事件来成像。实验测量到的 3个源的混合能谱示于图 5 由图 5可以非常清 楚地鉴别出不同源的全能峰,通过在 3个源各自的全能峰上加能量窗,可以得到它们在成像平 面上的二维像。扣除每个像的本底后可以得到源的位置,实验测量到的 3个源的位置示于图 6 实验结果证明了所提出的康普顿成像装置适用于多重示踪技术。



## 小结

本文提出了一个可以同时测量多个核素在样品中位置的康普顿成像装置,简单介绍了其 工作原理,并讨论了影响康普顿成像装置空间分辨率的各种因素。使用 GEANT 蒙特卡洛程 序对所提出的康普顿成像装置的效率和空间分辨率进行了计算,其效率和空间分辨率远好于 常规使用的机械准直器的成像装置,康普顿成像装置尤其适用于发射高能 γ射线的核素。使用 现有的 2个多单元高纯锗探测器组成一个康普顿成像装置,进行了成像的实验研究,同时得到 了 3个发射不同能量 γ射线的点源的位置,实验结果证明了所提出的康普顿成像系统适用于 多重示踪成像。本康普顿成像装置虽然主要为多重示踪研究设计,但它也可以用于医疗成像进 行疾病诊断,用于核工业测量核反应堆的泄漏等。

(C)1994-2021 China Academic Journal Electronic Publishing House. All rights reserved. ht **参考文献**:

[1] Am be S, Chen SY, Ohkubo Y, et al Preparation of a Radioactive Multitracer Solution From Gold Foil Irradiated by

135 M eV燇hucleon <sup>14</sup>N Ions[J]. Chem Lett (the Chem ical Society of Japan), 1991, 149~ 152

- [2] Todd RW, Nightingale JM, Everett DB. A Proposed Gamma Camera [J]. Nature, 1974, 251: 132~134.
- [3] Singh M, Brechner RR. Experimental Test object Study of Electronically Collimated SPECT [J]. JNuclMed, 1990, 31: 178~186
- [4] Martin JB, KnollGF, Wehe DK, et al A Ring Compton Camera for Imaging Medium Energy Gamma Rays [J]. IEEE Trans on Nucl Sci 1993, 40 (4): 972~978
- [5] LeBlanc JW, Clinthome NH, Hua C, et al C SPR INT: A Prototype Compton Camera System for Low Energy Gamma Ray Imaging [J]. IEEE Trans on Nucl Sci 1998, 45 (3): 943~949.
- [6] Phlips BF, Inderhees SE, Krorger RA, et al Performance of a Compton Telescope Using Position Sensitive Germanium Detectors [J]. IEEE Trans on Nucl Sci 1996, 43 (3): 1 472~ 1 475.
- [7] Sauve AC, HERO AO, Rogers WL, et al 3D Image Reconstruction for a Compton SPECT Camera Mode[J]. IEEE Trans on Nucl Sci 1999, 46 (6): 2 075~ 2 084.
- [8] Basko R, Zeng G, Gullberg GT. Application of Spherical Harmonics to Image Reconstruction for a Compton Camera
  [J]. Phys M ed Biol, 1998, 43: 887~894.
- [9] Kurfess JD. Compton Scatter Imaging in Astrophysics [J]. IEEE Trans on Nucl Sci 1998, 45 (3): 936~942
- [10] Brun R, Bruyant F, Maire M, et al GEANT 3 Users' Guide DD 统纪第4 1, CERN 1987.
- [11] Yang YF, Gono Y, Motomura S, et al A Compton Camera for Mutitracer Imaging [J]. IEEE Transon Nucl Sci 2001, 48 (3): 656~ 661.
- [12] MomayeziM, WarburtonWK, KroegerRA. Position Resolution in a Ge Strip Detector [EB\$0L]. http://www.xia. com. 1999 07.

+ ----: A Compton camera consisting of two position sensitive germanium detectors is proposed for multitracer technique. Its principle is briefly introduced and the various factors that affect its spatial resolution are discussed. The efficiency and spatial resolution of the proposed Compton camera for a point source emitting different energy gamma rays from different positions are calculated by M onte Carlo simulations. An Experiment is performed to measure the positions of three point sources simultaneously by using two existing segmented germanium detectors. The feasibility of the proposed Compton camera for multitracer is demonstrated.

III \_\_\_\_\_ multitracer; Compton camera; Monte Carlo simulation