# 远紫外光子计数成像探测器检测方法及分析

张宏吉,何玲平,王海峰,郑鑫,韩振伟,宋克非,陈波

中国科学院长春光学精密机械与物理研究所应用光学国家重点实验室, 吉林 长春 130039

**摘要** 为实现极光光谱中远紫外波段 N<sub>2</sub> LBH(140~180 nm)辐射成像探测的需求,采用远紫外光子计数成像探测 器对其进行探测。探测器主要由 CsI光电阴极、V 形叠加微通道板堆、感应式楔条形位敏阳极等构成。首先构建 远紫外波段辐射定标测量装置,其主要由真空室、真空位移台、标准传递探测器、远紫外掠入射单色仪、真空紫外光 源、信号处理地检设备等组成;然后测试探测器的量子效率、分辨率、暗噪声、极限计数率等;最后分析测试数据。 实测结果表明,探测器在工作波段的量子效率最高可达 12.9%,空间分辨率为 88.3  $\mu$ m,暗计数率为 0.87 counts/(s•cm<sup>2</sup>),探测器系统计数率有效测试范围为 0~350000 counts/s,能够满足探测极光的 N<sub>2</sub> LBH 辐射 成像需求。

关键词 探测器;光子计数成像探测器;微通道板;远紫外;极光光谱 中图分类号 O433.1;TN23 **文献标识码** A

doi: 10.3788/LOP55.060401

# Testing Method and Analysis of Far Ultraviolet Photon Counting Imaging Detector

Zhang Hongji, He Lingping, Wang Haifeng, Zheng Xin, Han Zhenwei, Song Kefei, Chen Bo

State Key Laboratory of Applied Optics, Changchun Institute of Optics, Fine Mechanics and Physics, Chinese Academy of Sciences, Changchun, Jilin 130039, China

Abstract In order to realize imaging detection requirements of the far ultraviolet (FUV) band (140-180 nm) radiation of N<sub>2</sub> LBH in the auroral spectrum, we used the far ultraviolet photon counting imaging detector to detect it. The detector is mainly composed of CsI photocathode, V stack microchannel plates, induction type wedge and strip anode. First, the calibration device of FUV radiation is constructed, which is mainly composed of vacuum tank, vacuum displacement platform, standard transfer detector, FUV grazing incidence monochromator, vacuum ultraviolet light source, inspection equipment of signal processing, etc. Then, the quantum efficiency, resolution, dark noise, limit count rate, and other main performances of the detector are tested in detail. Finally, test data obtained are analyzed. Test results indicate that the maximum quantum efficiency of the detector at the working waveband is 12.9%, spatial resolution is  $88.3 \mu m$ , dark count rate is  $0.87 \text{ counts/(s} \cdot \text{cm}^2)$ , and the effective test range of the count rate of the detector system is 0-350000 counts/s. The technical specifications of the developed detector meet the requirements of radiation imaging for N<sub>2</sub> LBH in the auroral spectrum.

Key words detectors; photon counting imaging detector; microchannel plate; far ultraviolet; auroral spectrum OCIS codes 040.5160; 040.7190; 030.5260; 040.3780

1 引 言

极光是由来自地球磁层或太阳的高能粒子流 电离高层大气形成的,一般出现于高磁纬地区的 上空,其光谱范围包括可见光和紫外光<sup>[1]</sup>。对极 光 N<sub>2</sub> LBH(140~180 nm)辐射成像的探讨有助于 深入研究磁暴和磁层亚暴期间地球磁场的扰动, 以及地球等离子体层顶粒子刻蚀和重填的动力学 特性等<sup>[2]</sup>。对极光进行探测时,要求传感器必须 既能响应极强的极光信号和气冕辐射(>10 kR),

作者简介:张宏吉(1982-),男,硕士,助理研究员,主要从事紫外波段光电探测器方面的研究。

收稿日期: 2017-11-08; 收到修改稿日期: 2018-01-03

基金项目: 国家自然科学基金(U1631117)

E-mail: ciomphongji@126.com

同时又能响应极弱的极盖区辐射(<20 R),动态 响应范围需达到 10<sup>4</sup>。这些要求决定了所使用的 探测仪器必须具有成像噪声低、探测灵敏度高和 动态范围较大等优点。

目前,用于紫外辐射成像的探测器有 CCD、增 强电荷耦合器件(ICCD)、时间延迟积分 CCD (TDICCD)、电子倍增 CCD(EMCCD)和位敏阳极 型光子计数成像探测器,ICCD和位敏阳极型光子 计数成像探测器比较适合于紫外波段微弱辐射的探 测。CCD一般需要采取深度制冷措施才能抑制暗 电流的影响,从而提高探测器的信噪比,这极大地增 加了整套系统设计的难度,不利于航天任务的进行。 基于微通道板(MCP)的光子计数成像探测器能够 探测离子、单个光子、带电粒子等辐射信号(微通道 板具有一定光电转化能力,量子效率通常较低,需要 镀制光电阴极以提高量子效率),探测器暗计数率能 够低至  $0.5 \text{ counts}/(s \cdot cm^2)$ 以下,探测器的有效探 测面积可以做到很大(更利于大口径探测系统的实 现),能够满足空间紫外辐射的探测要求,已经被广 泛应用于空间紫外辐射探测中[3-4]。

MCP 光子计数成像探测器主要由光电阴极、 MCP、位敏阳极和相应的读出电路构成。国外已对 光子计数成像探测器进行了深入研究,美国伯克利 分校和英国莱斯特大学自 20 世纪 70 年代至今已发 表了大量的研究成果。目前为止,国外已经成功地 将楔条形(WSA)位敏阳极、交叉线位敏阳极、延迟 线位敏阳极、MAMA型位敏阳极与 Vernier 位敏阳 极等多种形式的阳极应用于探测器中。国内研究光 子计数探测器起步较晚,中国科技大学、清华大学、 中国科学院西安光学精密机械研究所、中国科学院 长春光学精密机械与物理研究所(以下简称"长春光 机所")等科研机构先后进行了研究工作。2013年, 长春光机所将 WSA 阳极光子计数成像探测器应用 于嫦娥三号极紫外相机,实现了月基观测地球等离 子体层,并将我国自主研发的光子计数成像探测器 成功地应用到空间探测仪器上<sup>[4-15]</sup>。

相比可见光波段,远紫外波段探测器在研制与 性能测试方面具有独特性,本文针对探测极光的 LBH(140~180 nm)紫外波段辐射需求,对研制的 星载远紫外光子计数成像探测器的各项性能指标进 行了详细的测试与分析。

# 2 远紫外光子计数成像探测器

探测器采用密封管形式进行真空封装,光学窗 口材料采用 MgF<sub>2</sub>,MCP 级联堆由 2 片电阻约为 150 MQ、直径为 33 mm 的 MCP 叠加而成,MCP 表 面镀制 CsI 阴极,实现了探测器在 140~180 nm 波 段具有较高的量子效率。图 1 为远紫外光子计数成 像探测器的结构简图与实物图。为避免电子云直接 落到位敏阳极上进行电荷收集而导致的静电场畸变 和电子云偏差较大等缺点,本设计采用感应电荷式 阳极收集电荷。该感应电荷式阳极基底为相对介电 常数  $\varepsilon$ =2.3 的石英玻璃,基底厚度为 2 mm,一侧镀 制高阻感应层,另一侧制备 WSA 位置解码图案,阳 极通过感应电荷的方式来读取高阻层收集到的从 MCP 堆出射的电荷云。探测器通过 3 根镀金信号 电极将三路信号引出,对电荷脉冲信号进行整形、放 大等处理,进而采集电子云中心位置信息。





图 1 远紫外光子计数成像探测器的(a)结构示意图与(b)实物图 Fig. 1 (a) Structure diagram and (b) actual image of photon counting imaging detector

图 2 为远紫外光子计数成像探测器的工作原 理,MCP级联堆后面安装 WSA 位置灵敏阳极,阳 极接收经 MCP 放大后的电子云,最终由阳极上的 3 个电极将获得的光电脉冲信号输出到远紫外光子计 数成像探测器外部,经信号处理系统整形放大后,通 过 A/D 数据采集卡转化成数字信号输入计算机,最 后使用成像软件中的电荷云质心计算公式解码位置 图像。电荷云质心计算公式为

$$X = \frac{2Q_s}{Q_w + Q_s + Q_z},\tag{1}$$

$$Y = \frac{2Q_{w}}{Q_{w} + Q_{s} + Q_{z}}, \qquad (2)$$

式中: $Q_w$ 、 $Q_s$ 和 $Q_z$ 分别为WSA 位敏阳极引出的 3 个电极W、S和Z采集到的电荷脉冲值。



counting imaging detector

图 3 为研发的 WSA 位敏阳极解码条纹设计 图,3 个电极(W、S、Z)之间彼此用绝缘沟槽进行物 理隔离。W 为楔形解码条纹,其宽度沿 Y 轴连续性 增加;S 为条形解码条纹,其宽度沿 X 轴离散性增 加;其余部分为 Z 形解码条纹。WSA 阳极的设计 遵循以下原则:最大化阳极的周期,最大化  $F = f_{max} - f_{min}$ ,选择具有低介电常数的基底。



图 3 WSA 位敏阳极设计图

Fig. 3 WSA position sensitive anode design

裸的 MCP 在 140~180 nm 波段范围内的量子 效率极低,为提高探测器的光电转化效率,一般采用 在 MCP 前放置 CsI、KBr 和 KI 等光电阴极的措施 来提高量子效率。经过理论分析与实验测试可知, CsI 光电阴极的量子效率最高,抗辐照能力较强,故 本研究选用 CsI 作为光电阴极材料<sup>[14]</sup>。CsI 光电阴 极有反射式和透射式 2 种制备方式:以入射光窗为 基底和以 MCP 为基底。如以入射光窗为基底,一 般镀制入射式 CsI 光电阴极。考虑综合牢固度等因 素后认为,膜层厚度在几十纳米左右可达到最佳性 能,光电阴极薄膜各疏密层的厚度掌握难度大,量子 效率对厚度变化非常敏感。如以 MCP 为基底,一 般镀制反射式光电阴极,膜层厚度可在 400~ 1200 nm较宽的范围内达到最佳性能,受厚度与膜 层状态的影响不大<sup>[16]</sup>。通常 MCP上下表面都镀有 镍铬电极,可以作为镀制反射式 CsI 光电阴极的基 底,而且在 MCP上镀制光电阴极,可以使光电阴极 与位敏阳极距离更近,具有减小光电子弥散、降低图 像扭曲变形和提高探测器分辨率的优点。本研究采 用热蒸发镀膜方式在 MCP 表面制备反射式 CsI 光 电阴极,光电阴极膜层厚度约为 600 nm,浸入微通 道板孔内深度约为 10 nm。

在使用 MCP 前,采取高温烘烤与电子清刷进 行预处理。为保证探测器的性能指标长时间稳定不 变,探测器封装完成后还要再次进行高温烘烤和强 光照射等老炼处理。

## 3 探测器性能测试与分析

#### 3.1 量子效率

图 4 为远紫外光子计数成像探测器量子效率 (QDE)测试的检测装置示意图。该检测装置由真 空紫外氘灯、掠入射单色仪和真空样品室组成,由这 三部分构成测试所需要的真空环境,整个光辐射通 路在真空腔体内进行传递。其中,掠入射单色仪由 前准直光学系统、远紫外波段光栅色散系统、后准直 光学系统组成,前后准直光学系统采用掠入射传递 方式,可以在较宽的光谱范围内提高远紫外波段辐 射亮度,以提高定标精度,光栅色散系统利于准确选 择测试波长。将待测探测器和标准二极管固定在真 空室中的安装支架上,抽真空至气压≤6×10<sup>-4</sup> Pa。 调整光路,使真空紫外氘灯经过掠入射单色仪分光 产生远紫外波段单色辐射分别照射到探测器和标准 二极管上。调整光栅,在120~200 nm 波段范围内 (间隔 5 nm)逐波段测试探测器的光子计数值(实际 接收到的光辐射量)和标准二极管的电压值(入射光 总辐射量)。通过已知的标准二极管各波段的量子 效率进行计算,再经过数据拟合,最终得出待测探测 器的光谱响应分布。

由于标准探测器与待测探测器灵敏度不同,2 个探测器无法同时工作在全有效口径内(标准探测 器刚正常输出信号时,待测探测器光子计数率已处 于饱和状态无法使用),文中采取在待测探测器窗口 前紧贴放置孔径光阑的办法解决2个探测器数据采 集匹配的问题,孔径光阑尺寸与标准探测器有效孔 径一致。由于氘灯光源的辐射在空间分布不均匀, 外加平行光管又会导致光辐射过弱而无法进行测

deuterium lamp detector

grazing incident monochromator

图 4 探测器光谱扫描检测装置示意图

Fig. 4 Schematic of detector spectral scanning detector

单位时间内待测探测器实际接收到的有效光子

式中:e 为元电荷;R 为标准二极管负载的电阻值。

数为 M<sub>e</sub>,同一时间内到达标准二极管与待测探测

器的入射光子数一致,该波段待测探测器的量子效

sample room

(4)

试,因此测试时将氘灯直接通过狭缝形成的点光源 作为目标辐射源。标准探测器通过调整三维位移台 进行扫描巡峰,当采集到最大数值时进行记录,再以 同样的方式调整待测探测器的位置,当待测探测器 输出最大值时进行记录。2个探测器采集完1组数 据所需时间应低于2 min,对单一光强幅值进行长时 间数据监测后发现,此时间内光源辐射强度基本不 变。为减小待测探测器信号采集系统漏记信号的概 率,测试时光强最大时计数率小于 20000 counts/s。

图 5 为探测器量子效率测试信号处理电路示意 图。首先测量某一波段单位时间内入射到待测探测 器接收面上的光子数(*M*<sub>d</sub>),再利用标准探测器测量 入射光的绝对强度,计算出标准探测器的量子效率 *P*<sub>e</sub>,进而求出标准探测器的输出电压 *V*<sub>d</sub> 为





Fig. 5 Schematic of signal processing circuit for detector quantum efficiency

根据测试结果计算得出的远紫外光子计数成像 探测器的光谱响应曲线如图 6 所示,在 140~180 nm 波段,探测器的量子效率从 12.9%降到1.3%。探测 器量子探测效率的测量误差主要为标准探测器传递 误差、待测探测器测量误差与标准探测器信号测量误 差。由厂家提供的测试报告可知,标准探测器传递误 差为 5%;由于信号采集系统存在漏计情况,待测探 测器得到的计数率存在误差,经过计数率标定测试后 可知,当探测器计数率<20000 counts/s 时,采集系统 计数误差<2.5%;标准探测器信号强度通过数字万 用表进行测试,通过采集光源强度波动范围得到标准 探测器测量误差为 5%,经计算后可知探测器量子效 率的测量误差<9.7%。

#### 3.2 空间分辨率

探测器空间分辨率测试环境为暗室、室温、大气 环境。探测器分辨率与光辐射波段无关,所以实验 光源可以选用普通氘灯、汞灯或其他紫外光源。光 源经过平行光管形成平行光入射到探测器前窗口,将 刻有美国空军 USAF1951 透射式空间分辨率板1组 和2组图案的掩模板紧贴在探测器入射光窗处,给探 测器加高压(-2600 V),采集10s曝光时间的探测器



图 6 探测器光谱响应分布测试曲线

Fig. 6 Spectral response distribution curve of detector

成像图案和局部放大图像,如图 7 所示。分辨率板上的每一组线的线对对应不同的分辨率,探测器所能分辨的最窄线对就是它的空间分辨率。由测试结果可知,该探测器的分辨率为 5.66 lp/mm(分辨率板上 2 组第 4 个单元),对应探测器像元分辨率为 88.3 μm。

### 3.3 暗噪声

远紫外光子计数成像探测器的暗噪声主要来源 于场发射、宇宙射线及 MCP 材料带来的放射性衰 变效应。将探测器的暗噪声(即暗计数率)定义为无 任何光照情况下在单位时间内探测器本身产生的脉 冲个数。为避免数据采集时间过短带来的随机误



图 7 探测器 USAF1951 空间分辨率板图像

Fig. 7 Image of USAF1951 spatial resolution plate in detector

差,设置单次暗计数采集时间为 600 s,采集 3 次,计 算得到暗噪声的平均值。图 8 为采集探测器暗噪声 数据得到的图像,表 1 为探测器暗噪声采集数据,探 测器有效面积为 4.52 cm<sup>2</sup>,600 s 内采集到的光子数 分别为 2352 个、2371 个和 2325 个,通过计算可知 探测器的暗计数率为 0.87 counts/(s•cm<sup>2</sup>),探测器 在暗背景时的测量误差为 1%。通过测试可知,所 研制探测器的暗噪声水平与国际上同类探测器的水 平一致,可以满足航天仪器对微弱辐射的探测需求。

表1 探测器暗噪声数据

Table 1	Dark	noise	data	of	detector

Test Dar	D 1	Dark count	Calculated value of	
	Dark	rate /	dark noise /	
number	count	$(\text{counts} \cdot \text{s}^{-1})$	$(\text{counts} \cdot \text{s}^{-1} \cdot \text{cm}^{-2})$	
1	2352	3.92	0.87	
2	2371	3.95	0.88	
3	2325	3.88	0.86	



图 8 探测器暗噪声采集图像

Fig. 8 Detector dark noise acquisition image

#### 3.4 探测器系统计数率线性度标定

探测器系统包括探测器与信号处理电路两部 分。信号处理电路是制约光子计数成像探测器实际应用时能达到最高计数率的主要因素,对于同 一个探测器,信号处理电路能力越强,探测器的动 态范围越大。在实际应用中,受到研制成本、功耗 等外部因素的限制,探测器通常需要根据待探测 目标特性在计数率与分辨率之间进行平衡设计, 两者不可兼得。为满足极光光谱中 N<sub>2</sub> LBH (140~180 nm)辐射成像的探测需求,在满足成像 分辨率的条件下,将探测器与信号处理电路作为 一个整体进行了计数率线性度标定。

探测器输出的电荷脉冲需要电子学系统经过信 号提取、放大、整形及 A/D 量化等处理后输入计算 机进行成像解码。探测器电子学系统原理框图如图 9 所示。



图 9 探测器电子学系统原理框图

Fig. 9 Principle block diagram of detector electronic system

如图 9 所示,探测器输出的电荷脉冲信号由于 受到信号整形时间、信号峰值保持电路漏计、A/D 数据采集卡速率上限制约以及需要对有脉冲叠加的 信号进行剔除操作等影响,对紫外辐射实际信号强 度的探测会出现漏计,电子云中心位置计算会出现 偏差,导致了探测数据的偏差与成像分辨率下降。

为对计数误差进行有效校正,需要在不同强度 的辐射源条件下进行探测器计数率线性度测试。此 项测试是为了标定探测器系统的计数率线性度,只 需要在任一固定波长下进行测试即可,测试结果适 用于其他工作波段。测试装置如图 10 所示,将待测 探测器与标准探测器安装在三维位移台的同一平面上,暗室借用真空罐构成,测试环境为大气状态,选 用汞灯作为辐射光源,光源前放置规格为 253.7 nm 波段的窄带滤光片,以保证单波段光辐射输出,在光 源前放置可调孔径光阑进行光强调节。采用在待测 探测器窗口前放置孔径光阑的方式实现与标准探测 器不同灵敏度的匹配。信号处理系统与所研制探测 器作为一个整体进行测试,探测器在工程应用时也 是与该系统进行匹配使用,测试过程与量子效率测 试过程类似。

利用量子效率测试环节的计算公式,最终得到





如图 11 所示的探测器系统计数率线性度曲线,横坐标为标准探测器输出端采集到的光子计数率,纵坐标为待测探测器采集到的光子计数率。

从图 11 可以看出:当光强较弱时,探测器系统 最终采集到的光子计数率近似于线性增大;当光强 增至大于 90000 counts/s时,探测器漏计越来越多, 探测器系统采集到的光子计数率非线性增大;当光 强增至 350000 counts/s时,探测器系统光子采集能 力达到上限;随着光强继续增大,由于电荷脉冲相互



图 11 探测器系统计数率线性度标定

Fig. 11 Calibration of count rate linearity of detector system 叠加的情况越来越严重,大量有效信号被剔除,最终 采集到的光子计数率反而呈现下降趋势。

为验证不同计数率下探测器的成像分辨率,在 探测器前放置1个矩形分辨率板,调整探测器采集 光子计数率,采集不同计数率情况下的探测器图像。 图12为不同计数率下探测器分辨率成像的变化结 果,可以看出:当光强增大到352300 counts/s时,探 测器成像图像已经稍有模糊,但仍能正常成像;当光 强增至365800 counts/s时,探测器成像图像的清晰 度已经明显下降。



图 12 不同光强条件下探测器的分辨率。(a) 81200 counts/s;(b) 352300 counts/s;(c) 365800 counts/s Fig. 12 Resolution detector at different light intensities. (a) 81200 counts/s; (b) 352300 counts/s; (c) 365800 counts/s

# 5 结 论

为了满足极光 N<sub>2</sub> LBH(140~180 nm)远紫外波 段辐射需求,研制了空间用远紫外光子计数成像探测 器。该探测器使用 2 片 V 形叠加的 MCP 堆与 WSA 位敏阳极,在 MCP 上镀制高光电转换效率的 CsI 光 电阴极,以提高光电转换效率。为保证所研制的探测 器能够满足空间探测需求,对探测器的空间分辨率、 量子效率、暗噪声以及探测器系统线性度等进行测 试。实测结果表明,探测器在工作波段的量子效率 最高为 12.9%,空间分辨率为 88.3  $\mu$ m (相当于 5.66 lp/mm),暗计数率为 0.87 counts/(s•cm<sup>2</sup>),探 测目标强度的计数率<350000 counts/s时,可以进 行有效探测。研制的远紫外光子计数成像探测器的 主要性能指标与国际先进同类探测器一致。采用的 探测器定标方法已在探月工程和风云三号卫星载荷 研制中得到应用。

**致谢** 感谢中国电子科技集团公司第五十五所赵文 锦高级工程师、汪述猛工程师、王涛工程师等在远紫 外光子计数成像探测器研制过程中给予的大力 支持。

#### 参考文献

- Mende S B, Heetderks H, Frey H U. Far ultraviolet imaging from the image spacecraft: 1. system design
   [J]. Space Science Reviews, 2000, 91: 243-270.
- [2] Liou K. Polar ultraviolet imager observation of

auroral breakup [J]. Journal of Geophysical Research: Space Physics, 2010, 115(A12): A12219

- [3] He L P, Chen B, Zhang H J, et al. Radiation calibration of EUV space cameras [J]. Optics and Precision Engineering, 2016, 24(5): 1036-1041.
  何玲平,陈波,张宏吉,等.极紫外波段空间相机的 辐射定标[J]. 光学 精密工程, 2016, 24(5): 1036-1041.
- [4] Ni Q L. Optimization for spatial resolution and count rate of a far ultraviolet photon-counting imaging detector based on induced charge position-sensitive anode [J]. Acta Optica Sinica, 2014, 34 (8): 0804001.

尼启良.远紫外光子计数成像探测器分辨率及计数 率的优化[J].光学学报,2014,34(8):0804001.

- [5] Ni Q L. Study on characterisitic performance of a MCP-based photon-counting imaging detector [J]. Acta Optica Sinica, 2013, 33(11): 1104001.
  尼启良.极紫外微通道板光子计数成像探测器性能研究[J].光学学报, 2013, 33(11): 1104001.
- [6] Han S L, Chen B, Ni Q L, et al. Electron cloud diffusion property of photon counting detector based on induction readout [J]. Optics and Precision Engineering, 2014, 22(7): 1732-1736.
  韩素立,陈波,尼启良,等.光子计数探测器感应位 敏阳极的电子云扩散[J].光学 精密工程, 2014, 22 (7): 1732-1736.
- [7] Lei Y F, Long J H, Liu J Y, et al. Design of framing image tube with large detection area [J]. Chinese Journal of Lasers, 2016, 43(9): 0904009.
  雷云飞,龙井华,刘进元,等.大探测面积分幅变像 管设计[J].中国激光, 2016, 43(9): 0904009.
- [8] Zong F K, Zhang J J, Lei B G, et al. Design of X-ray framing camera with single perspective[J]. Acta Optica Sinica, 2017, 37(5): 0523001.
  宗方轲,张敬金,雷保国,等.单一视角 X 射线分幅 变像管设计[J].光学学报, 2017, 34(8): 0404001.
- [9] Liu Y A, Li L S, Liu Z, et al. Study on positionsensitive anode in photon counting imaging detector
  [J]. Acta Optica Sinica, 2017, 34(8): 0404001.
  刘永安,李林森,刘哲,等.光子计数成像探测器位

敏阳极研究[J]. 光学学报, 2017, 37(4): 0404001.

[10] Song J, Zhao B S, Sheng L Z, et al. Selection of MCP for array X-ray pulsar navigation detector [J]. Optics and Precision Engineering, 2015, 23(2): 402-407.

宋娟,赵宝升,盛立志,等.X射线脉冲星导航探测器的微通道板甄选[J].光学精密工程,2015,23 (2):402-407.

- [11] Liu Y G, Zhao F F, Hu H J, et al. Properties of photon counting imaging detector with Au photocathode[J]. Acta Optica Sinica, 2011, 31(1): 0123002.
  刘永安,赵菲菲,胡慧君,等.采用金阴极的光子计数成像探测器的性能[J].光学学报, 2011, 31(1): 0123002.
- [12] Siegmund O H W, Lampaton M, Bixler J. Operational characteristics of wedge and strip image readout[J]. IEEE Transactions on Nuclear Science, 1986, 33(1): 724-727.
- Siegmund O H W, Lampaton M, Bixler J, et al.
   Wedge and strip image readout systems for photoncounting detectors in space astronomy[J]. Journal of the Optical Society of America A, 1986, 3 (12): 2139-2145.
- Lapington J S. High speed imaging using a capacitive division technique [J]. Nucler Instruments & Methods in Physics Research A, 2012, 695: 410-414.
- [15] Xing Y, Chen B, Jin F Y, et al. The partition noise research of MCP photon counting imager detector based on Vernier anode [J]. Acta Photonica Sinica, 2016, 45(6): 0604002.
  邢研,陈波,金方圆,等.基于 Vernier 阳极微通道板光子计数成像探测器分割噪声的研究[J].光子学报, 2016, 45(6): 0604002.
- [16] Fan L, Li Y K, Chen T, et al. Recent progress in research on CsI thin film photocathodes [J]. Journal of Inorganic Materials, 2015, 30(3): 225-232.
  樊龙,黎宇坤,陈韬,等.碘化铯薄膜光阴极的研究 进展[J]. 无机材料学报, 2015, 30(3): 225-232.