

5 米光学 02 星高分辨率高灵敏度大幅宽

热红外相机设计与实现

童卫明, 李昊谦, 聂云松, 马军, 闫秀荣, 邢辉, 高长春,

王保华, 孙启扬, 蔡帅, 郝中洋, 李岩

先进光学遥感技术北京市重点实验室, 北京空间机电研究所 北京 100094

摘要: 2021 年 12 月 26 日, 5 米光学 02 星在太原卫星发射中心成功发射, 星上装载的主要载荷之一——热红外相机采用 8192 元长线阵长波红外探测器推扫成像, 可以获取星下点地面像元分辨率优于 16m、噪声等效温差小于 0.1K@300K、幅宽大于 115km 的 7.7 μ m~10.5 μ m 谱段热红外影像。相比国内外在轨热红外遥感相机, 该相机同时实现高分辨率、高灵敏度和大幅宽观测, 能够实现空间和温度的高效率精细化探测, 具有明显优势。文章介绍了该相机的组成、工作原理、相机关键技术及实现情况, 给出地面测试与试验结果, 并简要介绍在轨测试和应用情况。相机目前在轨稳定运行, 性能优异, 已获取大量高分辨率热红外影像, 可为后续同类载荷研制提供参考。

关键词: 热红外相机; 推扫; 红外探测器; 5 米光学 02 星

中图分类号: TP722 文献标志码: A

引用格式: 童卫明,李昊谦,聂云松,马军,闫秀荣,邢辉,高长春,王保华,孙启扬,蔡帅,郝中洋,李岩.2023.5 米光学 02 星高分辨率高灵敏度大幅宽热红外相机设计与实现.遥感学报,XX

[DOI:]

1 引言

2021 年 12 月 26 日, 5 米光学 02 星(又称“资源一号”02E 卫星)在太原卫星发射中心成功发射, 卫星上共装载可见近红外相机、高光谱相机和热红外相机三台光学遥感载荷, 能够为用户提供 5m 全

色/10m 多光谱、30m 高光谱和 16m 热红外影像。目前卫星在轨稳定运行, 已完成在轨测试并交付用户。

热红外相机主要收集目标的热辐射信息, 可全天时工作, 已广泛应用于陆地资源、环境减灾、目标监视等领域。提高热红外相机的空间分辨率, 可以增强目标的识别能力; 提高探测灵敏度, 可以识别目标内部更小的温度差异, 增强目标细节获取能力

收稿日期:

第一作者简介: 童卫明, 1989 年生, 男, 高级工程师, 研究方向为空间红外遥感相机设计与研制。E-mail: tongwmbisme@163.com

(李晓曼等, 2021); 提高探测幅宽, 单轨成像可以获得更大范围的热红外影像, 减小重访周期, 提高观测效率。目前国内外典型航天热红外相机分辨率、灵敏度、幅宽等指标如表 1 所示 (Tonooka 等, 2005; Barsi 等, 2014; 刘银年等, 2009; 赵艳华等, 2018; 刘莉等, 2019; 白照广等, 2021; 陈凡胜等, 2021)。大幅宽和高分辨率通常很难兼顾, 同时对噪声等效温差 (Noise Equivalent Temperature Difference, NETD) 指标的要求越来越高。装载在 5 米光学 02 星上的热红外相机, 采用 8192 元长线阵长波红外探测器推扫成像, 能够获取 $7.7\mu\text{m}\sim 10.5\mu\text{m}$ 谱段热红外影像, 星下点地面像元分辨率 (Ground Sampling Distance, GSD) 优于 16m, NETD 小于 $0.1\text{K}@300\text{K}$, 幅宽大于 115km, 同时实现高分辨率、高灵敏度和大幅宽观测, 同时能够和可见近红外相机及高光谱相机协同观测, 为相关国土资源的调查、监测、监管和产能监控等业务提供国产数据支持。

表 1 典型航天热红外相机指标参数

Table 1 Typical space thermal infrared cameras parameters

相机	HJ-2A/B IRS	GF-5 VIMI	VRSS-2 IRS	ASTER TIR
谱段	10.6~12.6 μm	8~12.5 μm	10.3~12.5 μm	8.1~11.6 μm
GSD	96m	40m	60m	90m
NETD	0.11K@300K	0.2K@300K	--	0.3K@300K
幅宽	732km	60 km	30 km	60 km
相机	Landsat-8 TIRS	Landsat-9 TIRS-2	CASEarth TIRI	5m Optical 02 IRS
谱段	10.3~12.5 μm	10.3~12.5 μm	8~12.5 μm	7.7~10.5 μm
GSD	100m	100m	30m	16m
NETD	0.05K@300K	0.05K@300K	0.2K@300K	0.1K@300K

幅宽	185km	185km	300km	115km
----	-------	-------	-------	-------

文章首先介绍了 5 米光学 02 星热红外相机的组成及工作原理, 然后介绍相机关键技术及实现情况、地面测试与试验情况, 最后简要介绍在轨测试和应用情况。

2 相机分系统描述

2.1 技术指标

5 米光学 02 星工作在 778km 的太阳同步轨道, 轨道倾角 98.5° , 星上装载的热红外相机对地成像, 相机主要技术指标见表 2。

表 2 热红外相机主要技术指标

Table 2 The infrared camera key technical parameters

项目	指标要求
光谱范围	7.7 μm ~10.5 μm
GSD	$\leq 16\text{ m}$
幅宽	$\geq 115\text{ km}$
NETD	$\leq 0.1\text{K}@300\text{K}$
动态范围	240K~340K
静态传函	$\geq 0.15@$ 奈奎斯特频率
绝对辐射定标精度	$\leq 1\text{K}@300\text{K}$
相对辐射定标精度	$\leq 3\%$
量化位数	12bit
在轨寿命	8 年

2.2 总体方案

5 米光学 02 星热红外相机采用推扫成像方式, 利用大口径长焦距低温光学系统匹配高性能长线阵

长波红外探测器实现高分辨率、高灵敏度和大幅宽探测，实现相机所有技术指标参数。5米光学02星热红外相机主要技术途径如下：

1) 光学系统采用折反式光学系统，包括主光学系统和中继光学系统，光学系统入瞳口径435mm，焦距1038mm，推扫方向视场 8.6° 。主光学系统为离轴三反系统，中继光学系统为透射式系统，中继光学中部分透镜低温工作。

2) 采用8片 $1024 \times 6 \times 2$ 像元的单模块长波红外探测器拼接成线阵方向总像元数8192元的长线阵探测器，单模块6级TDI，双线列结构形式，像元尺寸 $20\mu\text{m} \times 20\mu\text{m}$ （安萌等，2021）。

3) 制冷机选用长寿命高可靠的脉冲管制冷机，分别为中继光学和探测器制冷，其中中继光学制冷到200K，探测器制冷到80K。

4) 采用部分光路定标方案，采用高温黑体和低温黑体进行在轨内定标。

5) 通过移动探测器实现在轨调焦。

2.3 相机分系统组成及工作原理

5米光学02星热红外相机分系统由相机主体、相机制冷控制器A、相机制冷控制器B、相机管理器和红外视频处理器共5个设备组成。

相机主体由遮光罩、主光学组件、星上定标装置、中继光学组件、中继制冷机组件、调焦装置、探测器-制冷机组件、焦面电路盒、主体结构和热控组件等组成。来自地面目标的辐射信息经遮光罩进入主光学装置并聚焦，然后经中继光学装置二次汇

聚成像在长波红外探测器上。红外探测器将辐射信息转换为电信号，电信号经红外视频处理器模数转换和编码后，发送给数传分系统，数据下传后经地面处理得到热红外影像。相机制冷控制器A用于对焦面制冷机进行控制。相机制冷控制器B用于对中继制冷机、调焦装置、星上定标装置，制冷机切换阀以及对调焦装置、星上定标装置锁定/解锁进行控制。相机管理器用于完成与卫星数管分系统的通讯，包括：本地遥测量的收集和编码发送，总线指令接收及译码发送，卫星工程参数接收与发送，为热红外相机各用电部分转接一次电源。相机主体组成如图1所示，其它设备均为电路盒。

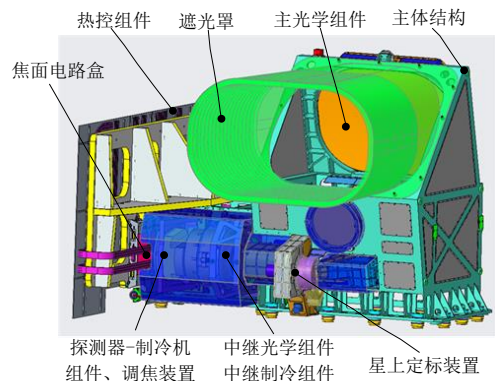


图1 热红外相机主体模型图

Fig.1 The thermal infrared camera model

3 相机分系统关键技术及实现

3.1 大口径宽视场光学系统设计技术

5米光学02星热红外相机入瞳口径435mm，焦距1038mm，工作F数2.38，视场 $8.6^\circ \times 1.1^\circ$ ，绝对畸变要求小于 $1\mu\text{m}$ 。同时受限于星上安装空间，要求光学系统Z向尺寸不大于800mm。大口径宽视

场红外光学系统设计难度大，宽视场畸变校正困难，同时光学系统像面尺寸大，很难实现较高的出瞳匹配度，很难保证大像面范围内的照度均匀性，光学系统 Z 向尺寸约束进一步增加了设计难度。

经过对比同轴光学系统、离轴三反光学系统、离轴四反光学系统、离轴三反加中继光学系统、离轴四反加中继光学系统等多种结构形式，最终光学系统设计为离轴三反加中继光学系统结构形式，离轴三反扩大相机视场，中继光学进行像差校正和畸变校正，在中继光学中使用自由曲面和低温光学技术。通过折镜折转光路压缩光学系统 Z 向尺寸，保证满足要求。

光学系统布局如图 2 所示，光学系统尺寸 940mm (X) × 1062mm (Y) × 768mm (Z)。该光学系统结构具有对称式特点，有利于校正宽视场范围内的畸变；像面前部分中继透镜低温工作能够有效降低相机内辐射，提高系统信噪比和动态范围；光学系统具有近像方远心的优点，像面照度一致性好；采用自由曲面技术，进一步降低系统畸变。全视场奈奎斯特频率下平均传函 (Modulation Transfer Function, MTF) 优于 0.32，接近衍射极限，绝对畸变不超过 0.9 μ m，像面照度优于 0.98，光学系统成像质量优异，同时尺寸满足 5 米光学 02 星热红外相机布局要求。光学系统 MTF 曲线如图 3 所示。

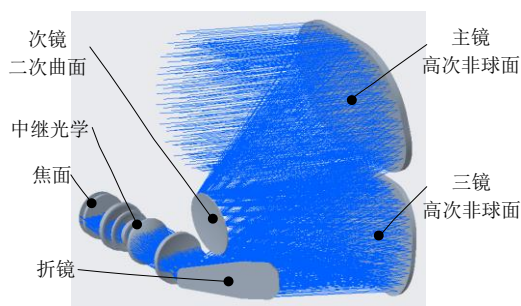


图 2 光学系统布局图

Fig.2 Optical layout

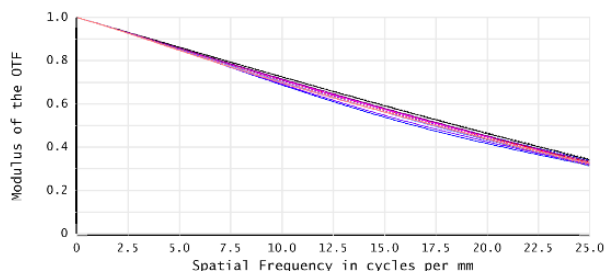


图 3 光学系统 MTF 曲线

Fig.3 MTF curve of the optical system

3.2 高性能长线阵长波红外焦平面技术

5 米光学 02 星热红外相机探测器由 8 片单模块探测器按照品字型结构拼接而成，线阵方向像元总数达到 8192 元，拼接模型如图 4 所示，拼接后线阵方向长度超过 160mm。2021 年中国发射的高分五号 02 星全谱段相机热红外谱段采用 3 片单模块拼接，推扫方向像元总数 3072 元，2022 年美国发射的 Landsat-9 TIRS-2 热红外谱段采用 3 片单模块拼接，推扫方向像元总数 1920 元。5 米光学 02 星热红外相机探测器是我国目前在轨线阵规模最大的长波红外探测器，探测器读出电路研制难度大，长波探测器制备工艺复杂，拼接困难，同时探测器需要工作在 80K 低温下，探测器封装到杜瓦内组成焦平面，需要解决大尺寸焦平面的力热设计问题。

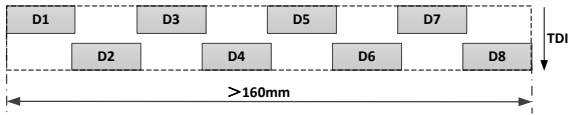


图 4 长线阵探测器拼接外形图

Fig.4 Long array focal plane stitching model

5 米光学 02 星热红外相机设计研制了新版高性能读出电路，器件采用碲镉汞基液相外延长波碲镉汞薄膜材料制备，每片硅读出电路上通过钢柱倒装互连回流焊技术耦合长波碲镉汞探测器，形成长波探测器混成芯片子模块，对子模块采用底部填充与背面减薄工艺，8 片单模块芯片通过精密拼接，组成拼接探测器芯片，再在子模块上精密装配谱段滤光片，从而实现长波谱段探测。根据国标 GB/T 13584-2011 进行红外探测器性能测试，完成研制后的红外探测器平均峰值探测率 $D^*=8.3 \times 10^{11} \text{cm} \cdot \text{Hz}^{1/2} \cdot \text{W}^{-1}$ 、平均 NETD=34.7mK、平均响应非均匀性=6.76%。

长线阵探测器与制冷机冷板耦合，通过冷箱形式封装，制冷机冷指对冷板进行制冷，保证探测器工作在 80K 低温下。探测器和制冷机冷指耦合后结构形式如图 5 所示。

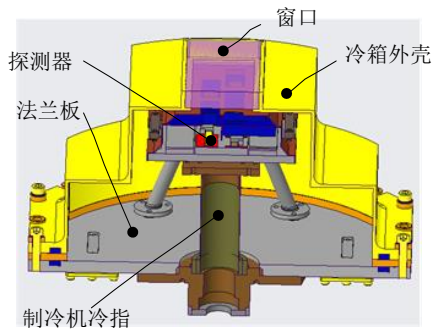


图 5 焦平面组件模型

Fig.5 Focal plane array model

根据光学系统离焦分析结果，要求拼接后 8 片探测器工作温度下平面度优于 $20\mu\text{m}$ 。读出电路一般为硅材料，拼接基板材料通常为蓝宝石 (Al_2O_3) (李言谨等, 2008)。从常温到 80K 工作温度，由于探测器内材料线膨胀系数存在差异，变形不匹配会产生应力，可能会对芯片造成应力损伤或使拼接后平面度不满足要求，导致相机轴上和轴外视场不共焦，影响成像质量。当线阵规模越大时，这种热失配会更严重。在 5 米光学 02 星热红外相机长线阵焦平面组件结构设计时，基于层合板理论，建立力热耦合下长线阵探测器平面度模型，通过多种材料变形匹配设计，最终设计的焦平面结构低温下平面度和应力均满足要求。选用传统结构方案和优化结构方案仿真得到的 8 片探测器 80K 工作温度下平面度如表 3 所示，改进后的焦平面结构在拼接仪上进行了低温平面度测试，测试结果和仿真结果基本一致 (马军, 2022)。

表 3 探测器平面度仿真结果

Table 3 Flatness simulation results of the FPA

探测器结构形式	传统结构方案	优化结构方案
平面度/ μm	170	12

焦平面组件是 5 米光学 02 星热红外相机的关键组件，为提高可靠性，焦平面制冷进行了双压缩机互为备份设计方案，通过切换阀进行切换，当一台压缩机失效或效率下降严重时可采用另一台压缩机进行焦平面制冷，焦平面-制冷机组件模型如图 6 所示。

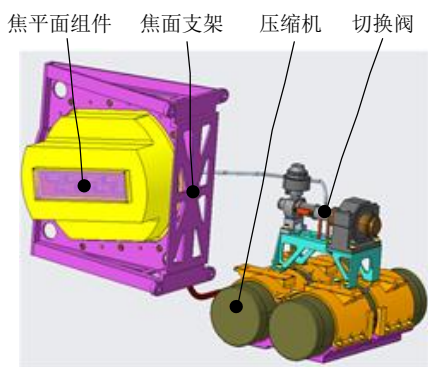


图 6 焦平面-制冷机组件模型

Fig.6 Focal plane array and cryocooler model

3.3 长波红外低温光学技术

为减小相机内辐射，降低相机背景噪声，提高动态范围，5m 光学 02 星热红外相机采用了低温光学技术，将中继透镜组中靠近焦面的部分透镜工作温度设计为 200K。中继透镜组常温装调，部分低温工作，光机结构设计需要保证低温变形后镜间距、透镜偏心倾斜、镜面面形满足光学设计公差要求。由于红外透镜材料折射率与温度密切相关，温度波动引起的变形也会引起中继透镜组的性能退化，需要采用精密热控技术，保证工作状态透镜组的温度分布和设计一致，同时制冷功耗和制冷机散热面积设计也需要满足相机热控资源要求。

在低温光学光机结构设计方面，低温透镜进行装框设计，然后再装配到镜筒内，在连接环节进行柔性卸载设计 (Kvamme 等, 2008; Rossin 等, 2016)，保证低温下透镜面形满足要求。低温透镜组常温装调，低温工作，利用有限元工具仿真从常温到低温下镜间距变化，比较仿真下低温镜间距和光学设计下低温间距之间差异，在常温下透镜组定心装调时

进行补偿。进行光机热联合仿真分析 (Gracey 等, 2016)，采用 UG TMG 仿真得到透镜组温度场，然后映射到结构分析有限元模型中，利用 MSC Nastran 进行热变形分析，然后进行透镜面形拟合和 Zemax 相机整机性能分析，迭代中继透镜组光机结构设计直至整机性能满足指标要求。

在低温光学热控设计方面，在国内首次采用低温透镜组机械制冷机制冷方案，在低温透镜组外设计包络式冷屏，冷屏选用高导热铝合金材料，机械制冷机对冷屏制冷，冷屏通过传导和辐射对低温透镜进行制冷，能够有效控制低温透镜温度水平和温度均匀性。在低温透镜组冷屏外表面包覆多层，在低温透镜组和常温透镜组之间设计热窗避免常低温结构之间热串扰，低温透镜组隔热安装，控制冷屏前后开口尺寸，减小低温透镜组向常温部分漏热，从而降低制冷功耗，最终制冷机功耗和制冷机散热面积满足相机总体设计要求。

完成设计后的中继透镜组模型如图 7 所示，对中继透镜组进行真空像质测试，其中低温部分进行机械制冷，透镜组中心和边缘视场波像差优于 0.05λ ($\lambda=10.6\mu\text{m}$)，和光学设计结果相当。

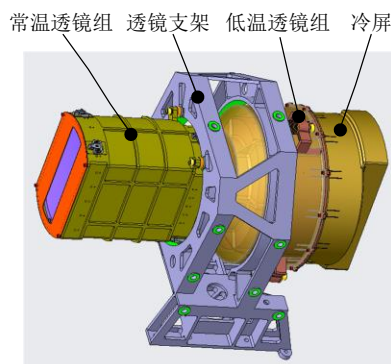


图 7 中继透镜组三维模型

Fig.7 3D model of the lens group

3.4 复杂光学系统装调技术

5 米光学 02 星热红外相机光学系统复杂, 包含自由曲面和大量高次非球面, 加工、检测和装调难度大, 具体体现在: 离轴三反主光学系统轴外视场像差较大, 离轴系统反射镜自由度多, 需要带像差装调; 中继透镜组含自由曲面和多片高次非球面, 自由曲面装调困难, 同时透镜装调公差严格, 红外定心精度要求高; 光学系统常温常压装调、低温真空使用, 常温差压下轴外视场存在像差, 低温下全视场才能完善成像, 需要进行低温下像质测试。在 5 米光学 02 星热红外相机光学系统装调中, 通过采取以下措施, 保证系统装调满足要求。

1) 将光学系统分为离轴三反主光学系统和中继光学系统两部分, 分别装调, 测试满足要求后, 再进行对接。

2) 通过计算机辅助装调技术实现对主光学系统的装调, 测试轴上和轴外视场波像差, 测试波像差 RMS 及 Zernike 系数和光学设计仿真结果相对应, 保证主光学装调的正确性。

3) 自由曲面透镜完成光学加工后利用非接触式面形测试系统 Lumphoscan 检测面形和偏心倾斜, 同时采用 CGH 检测自由曲面面形, 保证自由曲面透镜加工满足要求。

4) 透镜组在红外定心仪上进行定心装调, 由于自由曲面透镜无法定心, 装调时利用工艺平晶替代

自由曲面透镜进行定心保证自由曲面透镜和前一片透镜间距正确, 利用自由曲面透镜结构基准进行旋转方向的定位, 最终保证自由曲面透镜装调正确。

5) 中继透镜组完成定心装调后, 设计补偿光路对中继透镜组进行低温像质测试, 保证工作温度下中继透镜组像质满足使用要求。

6) 主光学和中继光学常温常压对接时, 采用长波红外干涉仪进行测试, 调整折镜和中继透镜组位置, 保证整机各视场波像差 RMS 值及 Zernike 系数和光学设计一致, 然后进行整机低温像质测试, 保证满足要求。常温常压下光学系统轴上和轴外视场测试波前和理论波前对比如表 4 所示, 不同视场下装调测试结果和理论结果高度吻合。

表 4 装调后测试波前差和理论波前差对比 ($\lambda=10.6\mu\text{m}$)

Table 4 Contrast of test system WFEs and theoretical system WFEs after alignments ($\lambda=10.6\mu\text{m}$)

视场	(-4.3° , 0°)	(-2.15° , 0°)	(0° , 0°)	(2.15° , 0°)
理论波前				
差 RMS	0.23 λ	0.052 λ	0.054 λ	0.052 λ
测试波前				
差 RMS	0.232 λ	0.067 λ	0.070 λ	0.070 λ

5 米光学 02 星热红外相机完成光学系统装调后, 视场、焦距、全视场 MTF、视轴引出精度等指标均满足使用要求。自由曲面采用 Lumphoscan 和 CGH 检测现场照片如图 8 所示。

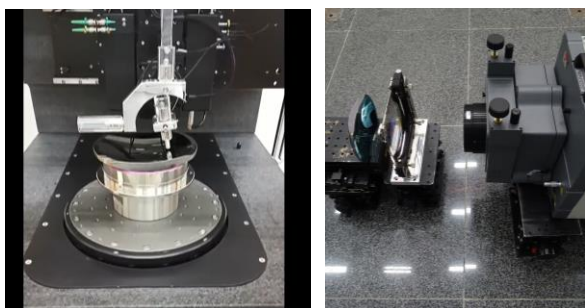


图 8 自由曲面透镜检测照片

Fig.8 Test picture of the freeform lens

4 地面测试与试验

4.1 真空成像

5 米光学 02 星热红外相机低温透镜组工作在低温 200K 温区, 常压环境下无法制冷, 低温透镜组需要在真空环境进行制冷, 然后进行整机像质测试。相机真空成像照片如图 9 所示。低温工况下 8 片探测器奈奎斯特频率下 MTF 测试结果如表 5 所示, 全视场平均 MTF 为 0.151, 满足指标要求。

表 5 不同模块 MTF 测试结果

Table 5 MTF test results of different detector modules

模块	D1	D2	D3	D4
MTF	0.142	0.150	0.160	0.163
模块	D5	D6	D7	D8
MTF	0.164	0.153	0.144	0.135



图 9 热红外相机真空成像测试照片

Fig.9 Vacuum imaging test picture of the thermal infrared camera

4.2 真空辐射定标

在真空罐内利用 2m 面源黑体对 5 米光学 02 星热红外相机进行辐射定标测试, 测试现场照片如图 10 所示。相机分别对 299K、301K 外黑体成像, 按照国标 GB/T 38236-2019 方法计算 NETD, 测试结果如表 6 所示, 满足指标小于 0.1K@300K 的要求, 和最先进的 Landsat-9 TIRS-2 载荷 NETD 指标相当。

表 6 NETD 测试结果 (300K)

Table 6 NETD test results (300K)

模块	D1、D2	D3、D4	D5、D6	D7、D8
NETD	0.061K	0.049K	0.053K	0.054K

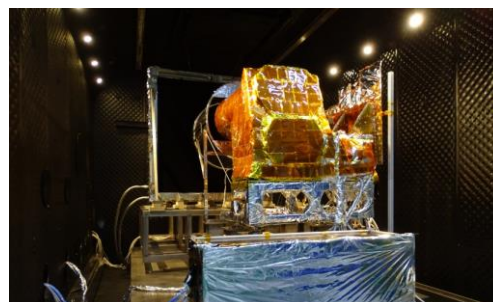


图 10 热红外相机真空辐射定标测试照片

Fig.10 Vacuum radiometric calibration test picture of the thermal infrared camera

改变外黑体和内黑体温度、改变相机增益和积分时间, 通过对外黑体定标数据的分析得到定标曲线、定标方程和动态范围。并利用内定标黑体的高、低温度点进行了非均匀性校正, 同时对绝对定标精度进行了分析和预估。采用式(1)定义响应线性度, 其中 L_a 和 L_b 为真空辐射定标时等效入瞳辐亮度的较小值和较大值, DN_a 和 DN_b 为等效入瞳辐亮度为 L_a

和 L_b 时各像元输出信号的平均值, DN_0 为无辐射输入时, 各像元输出信号的平均值。

$$\text{响应线性度} = \left(\frac{DN_a - DN_0}{DN_b - DN_0} \times \frac{L_b}{L_a} \right) \times 100\% \quad (1)$$

经分析, 所有探测器模块定标曲线线性度均优于 0.995, 动态范围满足 240K~340K 要求, 绝对定标精度 0.82K@300K, 均优于指标要求。典型增益和积分时间下 D1~D8 模块辐射定标曲线如图 11 所示, 根据国标 GB/T 38236-2019 方法计算该增益和积分时间下辐射定标方程和相关系数, 结果如表 7 所示, 相机响应特性较好。

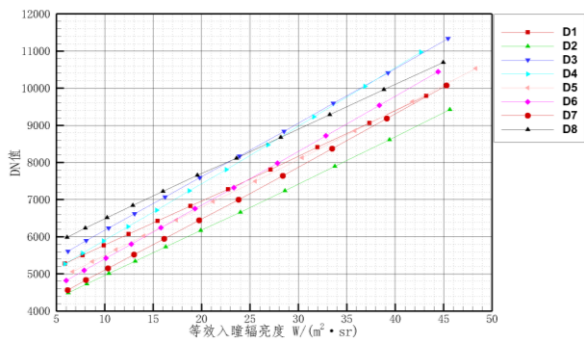


图 11 典型增益和积分时间下辐射定标曲线

Fig.11 Radiometric calibration curve under typical gain and integration time

表 7 辐射定标方程及相关系数

Table 7 Radiometric calibration equation and correlation

	coefficient			
模块	D1	D2	D3	D4
K 斜率	120.49	124.64	145.38	154.73
C 截距	4561.6	3697.5	4707.8	4345.2
相关系数	99.99%	99.99%	100%	99.99%
模块	D5	D6	D7	D8
K 斜率	130.74	145.94	140.39	120.85
C 截距	4179	3933.4	3681.4	5270.2

相关系数	99.99%	100%	99.98%	99.99%
------	--------	------	--------	--------

4.3 环境试验

为了验证 5 米光学 02 星热红外相机结构稳定性和在轨温度稳定性, 相机先后完成验收级振动试验和在轨温度稳定性, 相机先后完成验收级振动试验和真空热平衡试验。相机主体振动试验获得三个方向基频, 分别为 119.3Hz (X 向)、43.3Hz (Y 向)、33.69Hz (Z 向), 相机主体三向基频满足卫星对热红外相机主体提出的基频要求且与卫星频率错开。相机在验收级振动前后分别进行常温常压成像测试, D1、D2、D7、D8 模块在常温常压下设计 MTF 较低, 无法进行 MTF 测试, 常温常压下 D3~D6 模块 MTF 测试结果如表 8 所示, 振动前后无明显变化。热平衡试验分别进行加热去污工况、低温瞬态工况、高温瞬态工况、高温瞬态侧摆 26° 工况测试, 相机关键位置温度遥测结果表明, 光机结构和探测器温度较为稳定, 同时进行了不同工况下成像测试, 像质变化较小, 相机热稳定性满足要求。

表 8 振动前后 MTF 测试结果

Table 8 MTF test results before and after vibration

模块	D3	D4	D5	D6
振动前	0.160	0.163	0.167	0.158
振动后	0.161	0.164	0.165	0.159

5 在轨测试与应用

2022 年 1 月 25 日 10 时 30 分, 5 米光学 02 星

热红外相机首次开机成像, 随后进入在轨测试阶段, 2022年2月8日, 对营口市进行成像, 图像质量优异、层次丰富、细节清晰。通过影像可以直接得到城市的温度分布, 进而可以得到水流速、泥沙分布情况等信息, 可以进行河流监测。

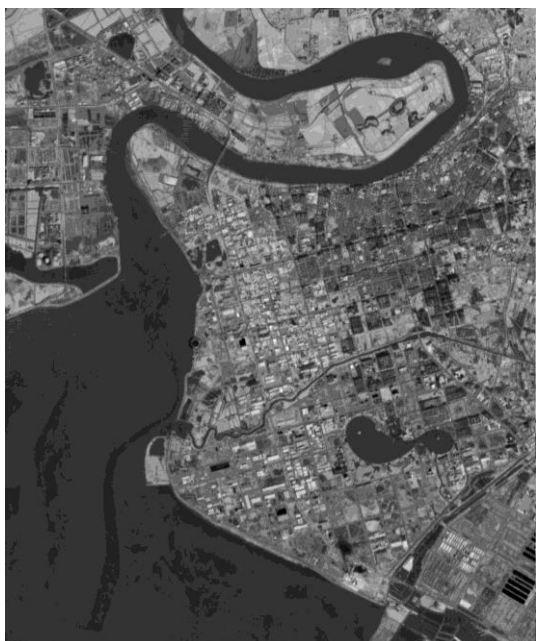


图 12 热红外相机营口市影像

Fig.12 Infrared camera image of Yingkou urban area

2022年1月到6月, 5米光学02星热红外相机按照相关标准规范进行了成像性能测试、几何特性测试和辐射特性测试。相机增益、积分时间、行周期均在轨可调, 调焦机构功能性能正常, 星上定标功能性能正常, 能够在轨稳定工作。

根据对已知位置的地面控制点进行成像测试相机幅宽和地面像元分辨率(于生全等, 2017)。在大气透明度良好的情况下, 获取300K附近高温和低温均匀目标影像数据, 进行NETD分析(陈静, 2009)。按照国标GB/T 34509.2-2017方法, 对5米光学02星热红外相机进行在轨绝对辐射定标测

试。热红外相机成像几何特性和辐射特性测试结果如表9所示, 相机性能优异。

表 9 热红外相机在轨测试结果

Table 9 On-orbit test results of the thermal infrared camera

测试项目		指标要求	测试结果	结论
几何特性	幅宽	$\geq 115\text{km}$	120.323km	符合
	GSD	$\leq 16\text{m}$	沿轨平均 14.93m 垂轨平均 15.04m	符合
辐射特性	NETD	$\leq 0.1\text{K}@300\text{K}$	模块 1~4 平均 0.081K@300K, 模块 5~8 平均 0.084K@300K	符合
	绝对辐射定标精度	$\leq 1\text{K}@300\text{K}$	$< 1\text{K}@300\text{K}$	符合
	相对辐射定标精度	$\leq 3\%$	模块 1~4 平均 0.873%, 模块 5~8 平均 0.883%	符合

6 结束语

本文介绍了5米光学02星主要载荷之一——热红外相机的设计及实现情况。该相机具有高分辨率、高灵敏度和大幅宽的技术特点。相机具备在轨内黑体定标和调焦功能。相机研制过程中突破大口径宽视场低畸变自由曲面光学系统设计、高性能长线阵长波红外焦平面设计、长波红外低温光学设计和复杂红外光学系统装调等关键技术。热红外相机地面测试和试验充分, 在轨图像几何性能和辐射性能优异。高分辨率热红外影像数据将有力支撑国土资源相关业务。5米光学02星热红外相机的研制, 为后续同类载荷研制提供有力的技术支持。

参考文献(References)

- An M, Liang D Y, Nie Y S, Li H Q, Han B. 2021. Research on infrared detector imaging test methods for ZY-1 02E satellite. *Spacecraft Recovery and Remote Sensing*, 42(4): 37-45 (安萌, 梁德印, 聂云松, 李昊谦, 韩波. 2021. “资源一号” 02E 星热红外相机探测器成像验证方法研究. *航天返回与遥感*, 42(4): 37-45 [DOI: 10.3969/j.issn.1009-8518.2021.04.005])
- Bai Z G, Wang C T, Dong J, Shen Z, Zhu J, Lu C L, Sun J W, Yu Q, Ma L. 2021. Technology and development of environment and disaster monitoring optical satellites. *Spacecraft Engineering*, 30(6): 13-22 (白照广, 汪春涛, 董筠, 沈中, 朱军, 陆春玲, 孙纪文, 于倩, 马磊. 2021. 环境与灾害监测光学卫星技术与发展. *航天器工程*, 30(6): 13-22) [DOI:10.3969/j.issn.1673-8748.2021.06.002]
- Barsi J A, Schoot J R, Hook S J, Raqueno N G, Markham B L. 2014. Landsat-8 thermal infrared sensor (TIRS) vicarious radiometric calibration. *Remote Sens.* 6: 11607-11626 [DOI: 10.3390/rs6111607]
- Chen F S, Hu Z Y, Li X Y, Yang L, Hu X J, Zhang Y. 2021. Research on wide-range and high-resolution thermal infrared remote sensing imaging technology. *Chinese Journal of Lasers*, 48(12):1210002(陈凡胜, 胡璋悦, 李潇雁, 杨林, 胡兴健, 张勇. 2021. 宽幅高分辨率热红外遥感成像技术研究. *中国激光*, 48(12):1210002) [DOI:10.3788/CJL202148.1210002]
- Cheng J. 2009. Study of NETD testing techniques based on thermal imaging systems. Xi'an: Xi'an Technological University. (陈静. 2009. 红外热像仪噪声等效温差测试技术研究. 西安: 西安工业大学)
- Gracey R, Bartoszyk A, Cofie E, Comber B, Hartig G, Howard J, Sabatke D, Wenzel G, Ohl R. 2016. Structural, thermal, and optical performance (STOP) modeling and results for the James Webb Space Telescope integrated science instrument module. *Proceedings of the SPIE 9911, Modeling, Systems Engineering, and Project Management for Astronomy VII*. SPIE:99111A [DOI: 10.1117/12.2233641]
- Kvamme E T, Jacoby M, Osborne L. 2008. Opto-mechanical test results for the Near Infra-red Camera on the James Webb Space Telescope. *Proceedings of the SPIE 7010, Space Telescopes and Instrumentation 2008: Optical, Infrared and Millimeter*. SPIE:70100Z [DOI: 10.1117/12.784455]
- Li X M, Zhao Y H, Ma W P. 2021. Analysis of the means to improve the temperature sensitivity of thermal IR remote sensing systems. *National Remote Sensing Bulletin*, 25(8):1655-1660 (李晓曼, 赵艳华, 马文坡. 热红外遥感器温度灵敏度提升手段简析. *遥感学报*, 25(8):1655-1660) [DOI:10.11834/jrs.20211231]
- Li Y J, He L, Yang J R, Ding R J, Zhang Q Y, Hu X N, Wang J X, Ni Y Z, Tang H L, Cao J Y, Wang Z G, Wu Y, Zhu J M. 2008. Study on thermal mismatch stress of HgCdTe infrared focal plane array. *Journal of Infrared and Millimeter Waves*, 27(6): 409-412 (李言谨, 何力, 杨建荣, 丁瑞军, 张勤耀, 胡晓宁, 王建新, 倪云芝, 唐红兰, 曹菊英, 王正官, 吴云, 朱建妹. 2008. 碲镉汞红外焦平面器件热失配应力研究. *红外与毫米波学报*, 27(6): 409-412) [DOI:10.3321/j.issn:1001-9014.2008.06.003]
- Liu L, Chen L, Xu H L, Hu X Q, Zhang Z H, Wang H Q. 2019. On-orbit radiometric calibration in long wave infrared band of VRSS-2 satellite. *Spacecraft Recovery and Remote Sensing*, 40(3): 94-102 (刘莉, 陈林, 徐寒列, 胡秀清, 张正慧, 汪红强. 2019. “委遥二号”卫星长波红外通道在轨辐射定标. *航天返回与遥感*, 40(3): 94-102 [DOI: 10.3969/j.issn.1009-8518.2019.03.012])
- Liu Y N, Wang J Y, Xue Y Q. 2009. Infrared scanner of HJ-1B satellite. *Spacecraft Engineering*, 18(6): 50-56 (刘银年, 王建宇, 薛永祺. 2009. 环境减灾-1B 卫星热红外相机的研制. *航天器工程*, 18(6): 50-56) [DOI: 10.3969/j.issn.1673-8748.2009.06.009]
- Ma J. 2022. Coplanarity evaluation model of long linear LWIR detector. *Infrared and Laser Engineering*, 51(3): 1-10 (马军. 2022. 长线列长波红外探测器共面度评估模型. *红外与激光工程*, 51(3): 20210276-1:10) [DOI: 10.3788/IRLA20210276]

- Rossin C, Costille A, Caillat A, Pascal S, Sanchez P, Foulon B, Vives S, Zavattini L, Moroni A, Radaelli P. 2016. Final design of the Grism cryogenic mount for the Euclid-NISP mission. Proceedings of the SPIE 9912, Advances in Optical and Mechanical Technologies for Telescopes and Instrumentation II. SPIE:991261 [DOI: 10.1117/12.2232293]
- Tonooka H, Palluconi F D, Hook S J, Matsunaga T. 2005. Vicarious calibration of ASTER thermal infrared bands. IEE Transactions on Geoscience and Remote Sensing, 42(12): 2733-2746 [DOI:10.1109/TGRS.2005.857885]
- Yu S Q, Huang W, Chu B, Huang Y, Zhang C, Yu B, Zhang P, Lei W P. 2017. Smart camera design and in-orbit commissioning of “Pujiang-1” satellite. Journal of Remote Sensing, 21(4): 493-499 (于生全, 黄伟, 褚备, 黄颖, 张超, 于波, 张鹏, 雷文平. 2017. “浦江一号”轻小型相机设计及在轨测试. 遥感学报, 21(4): 493-499) [DOI: 10.11834/jrs.20176255]
- Zhao Y H, Dai L Q, Bai S J, Liu J F, Peng H G, Wang H. 2018. Design and implementation of full-spectrum spectral imager system. Spacecraft Recovery and Remote Sensing, 39(3): 38-50 (赵艳华, 戴立群, 白绍竣, 刘剑峰, 彭宏刚, 王浩. 2018. 全谱段光谱成像仪系统设计及实现. 航天返回与遥感, 39(3): 38-50) [DOI: 10.3969/j.issn.1009-8518.2018.03.005]

Development of the high-resolution, high-sensitivity, large-width thermal infrared camera for 5m Optical 02 Satellite

TONG Weiming, LI Haoqian, NIE Yunsong, MA Jun, YAN Xiurong, XING Hui, GAO Changchun,

WANG Baohua, SUN Qiyang, CAI Shuai, HAO Zhongyang, LI Yan

Beijing Key Laboratory of Advanced Optical Remote Sensing Technology, Beijing Institute of Space

Mechanics & Electricity, Beijing 100094, China

Abstract:

Object: Thermal infrared images are widely used in the field of land resource management, fire detection and missile warning and surveillance. In order to improve China’s ecological management and strengthen the supervision of high-energy-consuming enterprises such as steel plant, the requirements for the development of a high-resolution, high-sensitivity and large-width space thermal infrared camera is proposed. On this basis, the thermal infrared camera installed on the 5m Optical 02 Satellite was designed and developed. The thermal infrared camera was successfully launched at the Taiyuan Satellite Launch Center on December 26, 2021.

Method: The thermal infrared camera adopts an advanced push-broom imaging system, and uses an 8192-pixel long-line array long-wave infrared detector to obtain thermal infrared images in the

7.7 μm ~10.5 μm spectrum. The thermal infrared camera chooses an off-axial three-mirror main optical system and a transmission system with free-form surfaces to achieve 8.6°×1.1° field of view. The absolute distortion of the optical system is less than 1 μm , the average MTF is better than 0.32, and the uniformity of the focal plane illumination is better than 0.98. The thermal infrared camera focal plane is composed of eight CCDs. The pixel number of one CCD is 1024×6×2. Time delay and integration technology is used to improve the SNR ratio. The material deformation matching method is used to ensure the thermal stress and displacement meet the requirement at a low temperature of 80K. The thermal infrared camera also uses cryogenic optical technology to reduce the system background noise and improve the dynamic range of the camera. Three lens close to the focal plane work at 200K. The cryogenic lens is cooled by a pulse tube cryocooler. At the same time, a calibration mechanism and focusing mechanism are installed inside the thermal infrared camera, which can realize on-orbit radiation calibration and focal plane adjustment. These designs improve camera radiometric accuracy and reliability. After completing the detailed design, the ground sampling distance of the thermal infrared camera is 15m. The coverage width of the thermal infrared camera is 120km. The NETD of the thermal infrared camera is better than 0.1K@300K. The thermal infrared camera achieves high-resolution, high-sensitivity and large-width observation simultaneously.

Result: After the alignment and ground test of the thermal infrared camera, the average MTF of the entire field of view reaches 0.151, the NETD reaches 0.06K@300K, the dynamic range exceeds 240K~340K, the linearity of the radiometric calibration curve is better than 0.99. After the 5m Optical 02 Satellite was launched and the on-orbit test was completed. The image geometric performance and radiation performance on-orbit are excellent, and the resolution and width meet the requirements. By analyzing the image data of high temperature and low temperature ground objects near 300K, the on-orbit NETD is close to 0.08K, and the absolute radiation calibration accuracy on-orbit is better than 1K.

Conclusion: Compared with the GF-5 02 VIMS launched in China in 2021 and the Landsat-9 TIRS-2 launched in the United States in 2021, the thermal infrared camera onboard 5m Optical 02 satellite has greatly improved the resolution and maintains a large width. At the same time, the NETD is close to the best in the world. The thermal infrared camera can well support the businesses related to land resources.

Key words: Thermal infrared camera, Push-broom imaging, Infrared detector, 5m Optical 02 Satellite