文章编号:1001-9014(2020)06-0802-08

DOI:10.11972/j.issn.1001-9014.2020.06.020

## FY-3气象卫星可见光红外扫描辐射计冷空间基准 采样区观测到月球后的现象

张 锷1.2\*, 陈帅帅1, 张里阳3

(1. 中国科学院上海技术物理研究所 红外探测与成像技术重点实验室,上海 200083;

2. 中国科学院大学杭州高等研究院,浙江杭州 310024;

3. 国家卫星气象中心,北京 100081)

摘要:FY-3 气象卫星可见光红外扫描辐射计(VIRR)冷空间基准采样区在特定时刻观测到月球,使该时刻遥感图像 出现地球区信号码值减小甚至无码值的条带状异常区域,对遥感数据产生影响。根据 VIRR 轨道运行特点、在轨工 作模式和冷空间数据采样机理,分析了 VIRR 冷空间采样区观测到月球并影响遥感数据的原因,阐述了 VIRR 扫描 镜像旋转引起冷空间采样时月球图像通道间配准错位的机理,通过卫星轨道仿真计算了一年周期内出现此种现象 的时间及规律,对受影响的遥感数据提出了处理建议,对数据修正作了初步尝试并对数据修正的可能性作了分析。 关键 词:可见光红外扫描辐射计;冷空间;基准采样;月球 中图分类号:TH741 文献标识码:A

### The phenomena of lunar observation in cold space reference sampling area of Visible and Infrared Radiometer on FY-3 Meteorological Satellite

ZHANG E<sup>1,2\*</sup>, CHEN Shuai-Shuai<sup>1</sup>, ZHANG Li-Yang<sup>3</sup>

(1. Key Laboratory of Infrared System Detection and Imaging Technology, Shanghai Institute of Technical Physics, Chinese Academy of Sciences, Shanghai 200083, China;

2. Hangzhou Institute for Advanced Study, University of Chinese Academy of Sciences, Hangzhou 310024, China;
 3. National Satellite Meteorological Centre, Beijing 100081)

**Abstract**: The moon is observed at a specific time in the cold space reference sampling area of the visible infrared radiometer (VIRR) of FY-3 meteorological satellite, which makes the remote sensing image appear abnormal area of strip image with reduced or even no code value in the earth region at that time, which has an impact on the remote sensing data. Based on the characteristics of VIRR orbit operation, on orbit working mode and cold space data sampling mechanism, this paper analyzes the reasons why the moon is observed in the cold space sampling area of VIRR and affects the remote sensing data. The mechanism of registration dislocation between lunar image channels caused by the rotation of VIRR scanning image in cold space sampling is expounded. The time and regularity of this phenomenon in one year period are calculated by satellite orbit simulation. The processing suggestions for the affected remote sensing data are put forward. The preliminary attempt of data correction is made and the possibility of data correction is analyzed. **Key words**: visible and infrared radiometer(VIRR), cold space, reference sampling, moon **PACS**:42. 79. Qx, 07. 05. Pj

**收稿日期**:2020-06-19,**修回日期**:2020-09-10 **Received date**:2020-06-19,**Revised date**:2020-09-10 基金项目:国家重点研发计划(2018YFA0605501,2018YFB0504900,2018YFB0504901),国家自然科学基金(41871249)

Foundation items: Supported by National Key R & D Projects (2018YFA0605501, 2018YFB0504900, 2018YFB0504901), National Natural Science Foundation of China(41871249)

作者简介(Biography):张锷(1968-),男,浙江杭州人,研究员,博士,主要从事空间光电遥感探测技术的研究

<sup>\*</sup>通讯作者(Corresponding author): E-mail: zeshcn@126.com

#### 引言

可见光红外扫描辐射计(Visible and Infrared Radiometer, VIRR)是风云三号气象卫星前三颗星 的基本配置,其历史可追溯至1988年我国发射的第 一颗气象卫星风云一号,之后在1999年和2002年 发射的风云一号C、D卫星上VIRR均实现了长寿命 稳定业务运行。2008年开始发射的风云三号气象 卫星上VIRR充分继承了风云一号C、D星的研制技 术,入轨后一直稳定工作。VIRR在轨运行历史最 久,获取的数据时间跨度最长,充分利用和分析 VIRR获得的历史数据对研究长期的全球气候变化 规律和趋势具有非常重要的意义。

回溯历史数据发现,由于气象卫星轨道设置和 VIRR固有的工作模式使得VIRR在特定时间其冷 空间基准希位工作机理使得该时刻获取的地球区遥 感数据出现信号码值减小甚至无码值的条带状图 像异常区域,同时由于VIRR采用的45°扫描镜产生 像旋导致各探测通道在冷空间箝位区配准出现错 位,并引起各通道地球区码值异常区域配准错位, 对遥感数据产生影响,本文对此现象做机理分析和 研究。

# VIRR 冷空间观测到月球的图像数据表 象

风云三号气象卫星 VIRR 具有 10 个探测通道, 如表 1 所示:

在FY-3气象卫星B星VIRR 2012年3月4日21时05分的5分钟卫星遥感数据中,10个通道冷空间 采样点观测到月球,如图1所示,图中由上至下为卫

表1	VIRR探测通道及探测光谱范围
----	-----------------

Table 1 Detection channel and spectrum range of VIRR

,		
探测通道	光谱范围/µm	-
1	0. 58~0. 68	
2	0. 84~0. 89	
3	3. 55~3. 93	
4	10. 3~11. 3	
5	11. 5~12. 5	
6	1.55~1.64	
7	0. 43~0. 48	
8	0.48~0.53	
9	0. 53~0. 58	
10	1. 325~1. 395	

星飞行方向,从左至右依次为通道1-10图,各通道 横向为VIRR扫描方向10个采样点。如图2所示, 在对应时刻地球区遥感图像可见光图像中出现暗 条;如图3所示,红外通道图像出现白条。图1中, 飞行方向上CH7最先出现月球,CH3,6,8最后,各 通道地球区数据出现条带扫描线位置与冷空间出 现月球扫描线位置一致。扫描方向上每个通道各 10个采样点,通道3,6,8最先扫描到月球,CH7 最后。

要研究上述现象,需了解VIRR的工作模式及 冷空间数据采样机理。



图1 VIRR 10个通道冷空间采样点

Fig. 1 10 channels cold space sampling points of VIRR



图2 VIRR可见光通道图像

Fig. 2 Visible channel image of VIRR



图 3 VIRR 红外通道图像 Fig. 3 Image of VIRR infrared channel

#### 2 VIRR工作模式及冷空间数据采样机理

风云三号气象卫星运行轨道为近极地太阳同 步轨道,以风云三号B星为例,轨道高度为836.4 km,升交点地方时13:40,轨道倾角98.753°,运行一 轨周期为101.6 min,每天绕地球14.2圈,为非整数 轨。卫星飞行姿态为三轴稳定,轨道平面自旋轴旋 转方向和地球公转方向相同,通过轨道高度和倾角 的设置,确定卫星升降点地方时和目标点的地方 时,达到卫星每天以相同方向经过同一纬度的当地 地方时相同,从而使相邻天内每天对同一被观察目 标有较为一致的光照条件,用于区分目标特性的 变化。

VIRR 安装在卫星对地面背阳一侧,开口朝向 地球,采用一块旋转扫描反射镜,转轴与镜面成 45°,且与卫星飞行方向一致,当扫描镜转动时,辐射 计以固定的1.32 mrad瞬时视场接收与轨道垂直平 面内的目标辐射,扫描从背阳面开始扫入地球,借 助于卫星绕地球的运动,获取地球的二维图像。

卫星在 836.4 km 轨道高度,对地球张角为 124.28°(±62.14°),因接近地球边缘图像的地面分 辨率下降,实际采样的地球信息区域选取星下点两 侧±55.4°的地球景象。VIRR的45°扫描镜以6 r/s的 转速旋转扫描,依靠旋转扫描获得星下点两侧地球 区域目标信息的同时在确定的相对位置角获取如 冷空间、星上黑体信号,并在适当的相位位置插入 遥测信息,为此VIRR在星下点前74°位置设置位置 传感器,产生一个相位指示脉冲,作为VIRR每圈扫 描相位起始基准点来同步系统控制时序即每圈控 制时序的*T*。时刻,每圈同步触发一次,避免累计误 差的产生,确保星下点位置正确。

不同风云三号卫星的轨道高度不同,对地球张 角略有不同,为留出卫星姿态调整的2°余量,在星 下点前66.23°冷空间作为直流恢复指令位置。

VIRR每条扫描线均按同样扫描时序进行,如图4所示。

为消除直流放大器中因本体背景辐射、减小直 流漂移和探测器直流偏置电平的影响,信号采用交 流耦合放大方式,为获得对应接收目标辐射(反射) 强度的最终输出绝对信号电平幅值,在电路第三级 采用直流恢复技术,即利用辐射计扫描一周从背阳 面一侧扫入地球目标之前,利用温度4K左右冷空 间低温黑暗无目标的特点,测量地球区前冷辐射及 暗反射作为恒定辐射基准,在此时刻,由扫描时序



图4 (a)辐射计空间扫描几何关系示意图,(b)辐射计信号 采集角度位置图

Fig. 4 (a) Diagram of radiometer spatial scanning geometry,(b) radiometer signal acquisition angle position diagram

产生直流恢复脉冲,对信号进行同步箝位,把此时 的冷空间信号箝位在零电平,即在箝位电容C上建 立起对应空间信号V。电压,之后在远大于扫描周期 的时间内保持,在观察地球期间将整个扫描帧周期 内测得信号与箝位电压作模拟相减,得到目标绝对 电压标度值,经采集处理后作为遥感数据计数值。

直流恢复脉冲宽度为3 ms,扫描时序中位于 0.75~3.75 ms。在直流恢复脉冲结束前的0.25 ms 即3.5~3.75 ms完成10个通道每通道10个点的采 样并写入冷空间采样码。

VIRR通道放大电路设置与众不同,可见光及 近红外通道输出信号计数值随光强增强而增大,而 红外波段输出信号计数值随目标辐射增加而 减小<sup>[1]</sup>。

当 VIRR 冷空间观测到月球时,零电平基准能 量增加,导致后续扫描地球区域能量与零电平能量 间差值减小,在图像上体现为可见光近红外通道图 像计数值变小,图像变暗,红外通道的图像计数值 变大,图像变亮。若后续扫描的地球区域能量小于 零电平的基准能量,即后续扫描的地球区域能量与 零电平的能量差值为负值,则地球区域采样点的计 数值红外通道为1023,可见光近红外通道为0,在图 像上体现为红外通道扫描方向呈现白条,可见光近 红外通道呈现黑条。

月球经太阳照亮,表面温度可高达140~170℃, 远高于地球表面温度,红外波段月球能量高于地球 区能量。月球表面可见光波段反照率为9%,低于 地球大多数亮目标的反照率<sup>[2-3]</sup>,因此冷空间基准区 观测到月球,可见光近红外通道地球图像受到的影 响多表现为图像条带区有目标细节但对比度下降, 而红外通道大多出现白条,无目标细节。

VIRR 冷空间观测到月球对遥感数据产生影响,其影响的频次和规律需要通过轨道仿真来获得。

#### 3 轨道仿真

通过对 VIRR 进行轨道仿真,输入 B 星轨道信息,建立卫星坐标系,星下点为正 Z 轴方向,依据太阳,地球及月球的三者关系,仿真得到 UTC:2012年3月4日21:05分月亮位于辐射计冷空间一侧,与星下点 Z 轴夹角 66.2 °处。



图5 地球、太阳、月球轨道位置仿真

Fig. 5 Simulation of orbit position of earth, sun and moon

仿真表明在扫描角-66.2°能观测到月球。对B 星进行2011年9月到2012年9月一年周期的轨道 仿真,如图7所示,月亮有规律地在农历每月的初九 和十二日左右出现在扫描辐射计的冷空间,卫星位 于南极附近,分别处于降轨和升轨运行状态,6月上 旬到9月下旬期间不出现,次数大约为18次。

卫星升轨运行时 VIRR 扫描方向为东向西,降 轨运行时则为西向东。农历初九和十二日月球月 相分别为上弦月和凸月,月相相似,均位于 VIRR 冷 空间一侧, VIRR 观测到月球时分别处于降轨和升



图 6 月球与扫描辐射计星下点间角度仿真 Fig. 6 Simulation of the angle between the moon and the nadir of scan radiometer



图 7 卫星运行一年周期冷空间观测到月球的时间仿真 Fig. 7 Time simulation of the moon appearing in cold space in one year period of satellite operation

轨运行,扫描月球的进入方向相反,观测到的月球 月相因此相反,如图8所示。

#### 4 VIRR冷空采样数据分析

对 VIRR 冷空采样数据进行分析发现,观测到 月球时冷空间采样数据在扫描维和飞行维各通道 间视场配准出现错位,同时相应通道的地球数据出 现条带区域计数值异常。以下从 VIRR 光学系统和 电子学系统设计原理对原因进行分析。

#### 4.1 冷空间观测到月球时各通道配准错位原因

VIRR采用45°旋转平面反射镜扫描方式,其反射面法线 n 与 45°旋转扫描反射镜旋转轴成 45°夹角。扫描镜旋转轴和系统光轴重合,且平行于仪器的飞行方向,通过 45°旋转扫描反射镜的旋转作穿越轨道平面的扫描。借助于平台的前进运动,获取目标的二维图像。

如图9所示,当45°旋转扫描反射镜在oyz平面



图 8 VIRR 观测到的月相图 (a) 2012 年 3 月 1 日 13:05 卫星 降轨运行, (b) 2012 年 3 月 4 日 21:05 卫星升轨运行 Fig. 8 Phase diagram of the moon observed by VIRR (a) De-

scent orbit 13:05, March 1, 2012, (b) ascent orbit 21:05 ,March 4, 2012



图9 45°旋转扫描镜扫描几何示意图

Fig. 9 Geometry diagram of 45° rotating scanning mirror scanning

内绕光轴(X轴)从Z轴向Y轴旋转 $\theta$ 角时,经45°旋转扫描反射镜反射的像A'也同时在oyz平面内绕光轴(X轴)从Z轴向Y轴旋转 $\theta$ 角<sup>[4]</sup>。

FY-3气象卫星 VIRR 的10个通道在探测器焦面上排列配准关系如图10所示。

10个光谱探测通道分布在4个波段探测器上, 每个探测器光学中心轴重合,保证轴上通道CH1, 2,4重合,其余通道通过采样时序控制实现与轴上 通道重合配准。在星下点区域附近,45°扫描镜的旋 转角度接近于0°,像旋的影响可忽略,各通道的视 场配准能够保证。

当VIRR冷空间采集时,45°旋转扫描镜相对于 星下点转动66.2°。由于45°旋转扫描镜产生像旋转,使得探测器原水平位置顺时针旋转66.2°,如图 11所示。



图10 各通道配准及采样时序示意图

Fig. 10 Diagram of channel registration and sampling sequence



图 11 像旋转各视场配准关系示意图

Fig. 11 Diagram of FOV registration in image rotation

在飞行维方向由于像旋,相对于轴上通道1,2, 4,通道7领先2.72个瞬时视场,通道5,9,10领先 1.36个瞬时视场,通道3,6,8滞后1.36个瞬时视场 扫描到月球。

在扫描维时序上系统仍按星下点非像旋时设定的通道配准时序间隔量输出,而实际上像旋后配准所需的间隔量缩小,这导致月亮图像在扫描维配准出现偏离,结果在扫描维方向上相对于轴上通道1,2,4,通道7延迟1.8个瞬时视场,通道5,9,10延迟0.9个瞬时视场,通道3.,6,8则超前0.9个瞬时视场,形成冷空间采样时刻各通道间配准位置关系如图12所示。

从获得的月球图像(如图13所示),每个通道图 横坐标均为10个采样点,纵坐标均选取1300~1800 扫描线范围,符合上述分析。

从冷空间月球采样信号数据中分析发现,在卫 星飞行方向CH7,9,2,6各通道观测月球时刻先后 间隔约为33条扫描线,各通道扫描月球约170条扫 描线,如图14所示。VIRR瞬时视场为1.32 mrad, CH7在飞行维领先CH9约1.36个瞬时视场,即领先



图 12 像旋转后经采样时序处理后各视场配准关系示意图 Fig. 12 Registration relationship of each FOV after image rotation and sampling sequence processing

了 0.10°,结合 CH7 领先 CH9 33 条扫描线,说明卫星 飞行 33 条扫描线完成对月球方向 0.10°的扫描,折 算到扫描月球的 170 条扫描线相当于卫星飞行方向 扫描了 0.51°目标,这与卫星对月张角(星月平均距 离为 3.844 × 10<sup>5</sup> km,月球 直径 3476 km)相符。 VIRR 冷空间通道配准错位由像旋引起,错位量保 持长期稳定。

#### 4.2 冷空间采样区的电子学处理

VIRR 在冷空间采样区域采取直流恢复技术, 由扫描时序产生直流恢复脉冲,对信号进行同步箝 位,将此时冷空间信号箝位在零电平,即在箝位电 容*C*上建立起对应空间信号*V*。电压,之后在远大于 扫描周期的时间内保持,如图15所示。 利用 COMS4066 模拟传输门作为箝位开关,直 流恢复脉冲宽度为3 ms,脉冲发出后电容开始充 电,充电的电平水平和冷空间采样到的能量相对 应,正常是保持到3 ms脉冲结束,完成箝位。如果 在3 ms完成前冷空间有能量进入,则电容充电电平 被抬高,在3 ms结束时箝位电压V。高于正常值,之 后的信号电压与箝位电压V。作模拟减,引起之后地 球区信号计数值减小,可见光近红外通道图像变 暗,红外图像变亮。如果出现负值,可见光近红外 通道信号的计数值为0,图像出现黑条,红外通道为 1023,图像出现白条。

#### 5 冷空间观测到月球时地球区数据查找和 处理

通过轨道仿真将冷空间观测到月球的时间段 缩小,由卫星图像快视系统运行快速筛查,将地球 区有条状异常区域的数据与该时刻的冷空间采样 点数据进行比对,如果两者均异常即判为月球污染 数据,作出质量标记,继而由人工进行数据判别和 处理。

冷空被月球污染的数据针对污染的不同程度 应做不同的处理<sup>[5][6][7]</sup>。我们选取可见光通道1和 红外通道4作数据分析,通道冷空间箝位观测到月 球时刻与该通道地球区图像计数值减小时刻同步。 对于可见光通道1在冷空间箝位出现月球时间段, 地球区图像计数值变小,对比度下降。由于地球目 标能量大于月亮能量,未出现负值,计数值未出现 0,图像信息没有丢失,这种情况我们尝试采用一种



图13 各通道冷空间采样图像

Fig. 13 Cold space sampling image of each channel

红外与毫米波学报



图 14 通道7,9,6,2观测月球时刻飞行方向扫描线位置关 系图

Fig. 14 Scanning line position diagram of flight direction of CH7, 9, 6, 2 at lunar observation time



图 15 直流恢复电路示意图 Fig. 15 Diagram of DC recovery circuit

图像空间域处理方法一图像灰度分布函数拟合法, 它假设在同一观测背景下,VIRR 探元在同区域目 标所生成的图像应具有相同的概率分布函数,当统 计的样本数量足够大时,近似满足这种关系。VIRR 对地观测原始计数值的动态范围是[0,1023],对其 做图像概率分布函数拟合的方法如下:

设r和s分别为月亮干扰和正常探测器图像的 计数值,且0 $\leq r \leq 1023, 0 \leq s \leq 1023, 统计其概率密度分$  $布分别为<math>P_r(r)$ 和 $P_s(s), 然后分别计算二者的分布$ 函数<math>H(r)和G(s), 在离散情况下有

$$H(r) = \sum_{i=0}^{r} P_{r}(i), G(s) = \sum_{i=0}^{s} P_{s}(i) \qquad . \tag{1}$$

对*G*进行反变换,因为是离散值情况,在反映射 中常常必须进行近似,对任意*r=u*,对应于*H*(*u*),在 *s-G*域中寻找*s=v*,使得IH(u)-G(v)I最小,即

 $|H(u) - G(v)| = \min(|H(u) - G(s)| |s \in [0, 1023]).$ (2)

将u值映射为v,对r的每一取值根据同样的步 骤找出其映射值。根据这些映射值重新分配像元, 得到最终的校正结果。

图 16 为 2012 年 3 月 4 日 21:05 时 FY-3B VIRR 通道 1 的月亮干扰图像订正结果,图 16(a)为原始图 像,可以明显看出由于受到冷空观测月亮目标的干 扰,图像中出现了约170帧的暗条带,图16(b)为应 用上述方法订正后的图像,暗条带效应显著 改善<sup>[8-9]</sup>。





图 16 可见光通道 1 地球区图像 (a)数据订正前,(b)数据订 正后

Fig. 16 Earth area image of visible channel 1, (a)before data correction, (b)after data correction

对于像红外通道4,因为冷空间箝位处月球能量大于地球区能量,地球区能量与冷空间能量相减出现负值,计数值即出现1023,地球区信息缺失,这种情况数据无法进行订正和修复。这也符合之前月球在冷空间对VIRR的影响可见光近红外通道图像要远小于红外通道受到影响的分析<sup>[10]</sup>。

#### 6 结论

本文针对风云三号B卫星可见光红外扫描辐射 计(VIRR)冷空间观测到月球时遥感数据产生的现 象,从VIRR仪器的设计和工作模式入手,并通过轨 道模拟仿真,分析了在轨现象出现的原因和规律。 根据VIRR采用45°旋转扫描镜扫描方式从光学理 论上找出了图像旋转后冷空间采样及地球区条带 区域的错位原因,结合VIRR冷空间采样箝位机理, 阐述了对地球区数据产生的影响,对数据修正作了



Fig. 17 Earth area image of IR channel 4

初步尝试并对数据修正的可能性作了分析。本文 的分析和研究对风云一号和风云三号上所有的可 见光红外扫描辐射计均适用。

#### References

- [1] GONG Hui-Xing, ZHENG Qin-Bo, WENG Chui-Jun, et al. 10-Band visible-IR scanning radiometer on Chinese FY-1C meteorological satellite[J]. Journal of Infrared and Millimeter Waves(龚慧兴,郑亲波,翁垂骏,等。FY-1C气 象卫星上的10波段可见-红外扫描辐射计.红外与毫米 波学报),2000,19(5):321-322.
- [2] ZHANG Lu, ZHANG Peng, HU Xiu-Qing, et al. Comparison of lunar irradiance models and validation of lunar observation on Earth[J]. Journal of Remote Sensing(张璐,张鹏, 胡秀清,等。月球辐射照度模型比对及地基对月观测验

证.遥感学报),2017,21(06):864-870.

- [3] WU Rong-Hua, ZHANG Peng, YANG Zhong-Dong, et al. Monitor radiance calibration of the remote sensing instrument with reflected lunar irradiance [J]. Journal of Remote Sensing(吴荣华,张鹏,杨忠东,等。基于月球反射的遥 感器定标跟踪监测.遥感学报), 2016,20(02):278-289.
- [4] ZHANG E, GONG Hui-Xing. Research and application of system for offsetting image rotation from 45° rotating scan mirror[J]. Journal of Infrared and Millimeter Waves(张锷, 龚惠兴. 消除45°旋转扫描反射镜像旋转系统的研究及 应用. 红外与毫米波学报),1998,18(2):125-132.
- [5] Chen Y, Tremblay D, Wang L K. Improved lunar intrusion detection algorithm for the CrIS sensor data record [J]. *IEEE Transactions on Geoscience and Remote Sensing*, 2019,58(2):1-12.
- [6] Lee S, Cao C. Soumi NPP VIIRS day/night band stray light Characterization and correction using calibration view data [J]. *Remote Sensing*, 2016, 8(2):138.
- Shao X, Cao C Y, Liu T C, et al. Characterization and correction of stray light for NOAA-20 VIIRS day/night band
  SPIE, 2018, 10781:107810H-107810H-9.
- [8] Mills S, Weiss S, Liang C. VIIRS day/night band (DNB) stray light characterization and correction [J]. SPIE, 2013, 8866:88661P-88661P-18.
- [9] Qiu S, Shao X, Cao C Y, et al. Assessment of straylight correction performance for the VIIRS Day/Night Band using Dome-C and Greenland under lunar illumination [J]. International Journal of Remote Sensing, 2017, 38:5880-5898.
- [10] XU Han-Lie, HU Xiu-Qing, XU Na, et al. Discrimination and correction for solar contamination on mid-infrared band of FY-3C/VIRR [J]. Optics and Precision Engineering(徐寒列,胡秀清,徐娜,等。FY-3C/可见光红外 扫描辐射计中红外通道太阳污染的识别和修正.光学 精密工程), 2015, 23(07):1874-1879.