魏彩英,张晓虎,赵现纲,等. 区域扫描模式下风云二号气象卫星姿态求解方法. 应用气象学报,2014,25(5):592-599.

# 区域扫描模式下风云二号气象卫星姿态求解方法

魏彩英 张晓虎 赵现纲\* 韩 琦 林维夏

(国家卫星气象中心,北京 100081)

#### 摘 要

针对风云二号气象卫星区域扫描模式下姿态求解问题,提出了分别基于区域观测图像、姿态预报和粗-精姿态 关系模型3种不同的卫星姿态求解方法,并分析了它们的适用条件。利用 FY-2E 卫星获取的 2013 年 7 月 8—14 日的图像进行模拟分析,姿态计算结果表明:利用基于区域观测图像方法求解的姿态对区域观测云图进行定位,误 差保持在 2.5 个红外像元以内,该方法适用于连续区域观测情况;利用基于预报的姿态求解方法对未来 24 h内区 域观测云图进行定位,平均误差达到1个红外像元,该方法适用于临时启动区域观测时前 24 h的区域云图定位。 利用粗-精姿态关系模型方法求解的姿态对区域观测云图进行定位,最大误差为 4.9 个红外像元,前 24 h平均误差 为 3.6 个红外像元,该方法可以在无精姿态数据时对区域观测图像进行应急定位。

关键词:静止气象卫星;区域观测;图像定位;卫星姿态

## 引 言

我国的风云二号系列静止气象卫星通常单颗卫 星每小时获取1张圆盘图,而在每年汛期以及重大 气象服务时期,为了提高观测资料的时效性,风云二 号卫星采用双星加密模式,每颗星30min接收1张 圆盘图(或半圆盘图),双星可以实现中国区域每 15min获取1张图像。这些加密观测资料为气象 要素精细预报提供了丰富的数据,成为汛期和重大 活动期间不可或缺的观测手段<sup>[1-5]</sup>。

风云二号系列静止气象卫星设计本身具有特定 区域的扫描能力,在区域扫描模式下,单颗卫星对局 部地区可以实现几分钟1次的观测,能够提供比双 星加密更高时间分辨率的观测资料。在区域扫描模 式下,卫星观测的是条带图像,基于全圆盘图像的定 位方法无法直接用于条带图像的定位。由于一直未 能解决条带图像的定位问题,导致风云二号卫星区 域观测一直未能投入业务应用。

本文研究自旋稳定静止气象卫星区域观测图像 定位技术,提出了3种区域观测图像定位方法,并分 析了它们各自的适用条件,为实现风云二号气象卫 星的区域观测业务化提供了基础。

## 1 国内外相关研究背景

目前,美国和欧洲的静止气象卫星已实现了区域观测功能,使其卫星对地观测的时效性大大提高。 欧洲气象卫星应用组织在 2008 年 5 月实现了 RSS (Rapid Scanning Service)服务<sup>[6]</sup>,利用位置为9.5°E 的第 2 代气象卫星提供观测区域为 15°~70°N、每 5 min 1 次的观测资料。

国内风云二号气象卫星的业务系统中通过圆盘 图像推导出精确的定位参数,保证了风云二号气象 卫星云图的定位质量和应用。

卫星姿态是卫星云图准确定位的关键参数之一<sup>[7]</sup>,很多学者对卫星姿态的求解方式进行了研究, 文献[8]针对自旋稳定卫星提出了一种利用 GPS 进 行姿态确定的方法,文献[9]提出了一种基于低噪 音、高速率的摄像机来提高卫星姿态估算精度的方 法。针对资源三号卫星的特点,谌一夫等<sup>[10]</sup>提出了 逐点带权多项式姿轨模型,推导卫星姿态和轨道。

<sup>2014-01-16</sup> 收到, 2014-06-23 收到再改稿。

资助项目:公益性行业(气象)科研专项(GYHY201006046)

<sup>\*</sup>通信作者,email: zhaoxg@nsmc.cma.gov.cn

#### 2 图像定位方法

风云二号气象卫星通过卫星和地面系统协同工 作完成对地观测任务。风云二号气象卫星的星载多 通道扫描辐射仪利用卫星的自旋和扫描仪光学镜筒 的步进,实现对地球的二维扫描。扫描仪光学系统 的视场非常窄,对于可见光和红外/水汽通道分别只 有 35 和 140 微弧度,分别相当于聚焦在星下点地面 上 1.25 km×1.25 km 和 5 km×5 km 大小的面积。 每一瞬间,扫描仪只从聚焦位置上获取 1 个数据,称 为 1 个像元。卫星每 0.6 s 自旋 1 周,同时取得 4 条 可见光扫描线、1 条红外和 1 条水汽扫描线。每条 扫描线所得的数据可量化分割出 10000 个可见光像 元,2500 个红外、水汽像元。卫星自旋 1 周后,镜筒 步进 1 次,步距为 140 微弧度,然后进行下一条扫描 线的观测。取完图后镜筒快速回扫,准备进行下一 次观测。

卫星的空间位置不停变化,卫星姿态也随时间 变化,这些因素对精确成像带来了影响。准确定位 需要知道每个瞬间卫星的位置和姿态。3 点测距系 统被用来追踪卫星在各个时刻的准确位置,它用无 线电波从主站到卫星,以及从卫星到两个副站之间 的传输时间,推出它们之间的距离,从而确定卫星的 位置。卫星位置测定的技术目前已经很成熟,卫星 图像定位的关键是需要计算卫星的准确姿态。

卫星姿态是指卫星星体在轨道上运行所处的空间位置状态,可以用 *x*,*y* 和 *z* 3 个方向的值表示。 将直角坐标系的原点置于星体上,指向地面的 *z* 轴反映偏航方向,*y* 轴反映俯仰方向,*x* 轴反映滚动方向。卫星姿态也可以用赤经和赤纬来表示<sup>[16]</sup>。

本文根据不同的姿态计算原理和适用条件,提出了卫星在区域扫描模式下的3种姿态计算方法。

## 2.1 基于区域观测图像的姿态确定方法

利用全圆盘图像进行卫星姿态确定的方法已经 在风云二号气象卫星业务系统中成功得到应用<sup>[17]</sup>, 卫星姿态参数的侧滚、俯仰分量在卫星角动量坐标 系中呈周期性变化,且互相转化,利用图像上的特征 点的变化即可求解卫星姿态方程。卫星的星下点属 于地理位置和图像位置两者均已知的观测目标,它 们可以被作为己知条件来求解卫星的姿态。

对于全圆盘图像可以容易获得上述两个基准 点,但对于区域云图则不同,由于图像不是完全的地 球图像,可能不包含星下点的图像位置,这时需要根 据局部图像来分析计算基准点的图像位置。

地球形状为不规则的扁球体,赤道略呈椭圆形, 红外云图以 24 h 周期变化,云图在卫星观域内的大 小和位置在不同时刻均不相同,因此无法找到一个 参数固定的红外地球云图几何模型。

风云二号气象卫星观测的全圆盘红外云图可以 近似为一个平面椭圆,红外云图地球轮廓为该模型 的边缘点,其边缘模型方程可以用 5 个独立的参数 *A*,*B*,*C*,*D*,*E* 来确定。对于不同时刻的红外云图, 这 5 个参数具有不同的结果,需要建立数学模型来 计算每张红外云图的几何参数。红外云图的边缘点 模型可以用以下方程来表示:

$$\frac{\left[(x-x_{0})\cos\theta+(y-y_{0})\sin\theta\right]^{2}}{a_{0}^{2}} + \frac{\left[-(x-x_{0})\sin\theta+(y-y_{0})\cos\theta\right]^{2}}{b_{0}^{2}} = 1.$$
 (1)

式(1)是关于 5 个参数的复杂非线性方程,模型中心 ( $x_0$ , $y_0$ ),长轴半径  $a_0$ ,短轴半径  $b_0$ ,长轴与 x 轴夹 角 $\theta$ ,(x,y)为边缘点坐标,通过变量代换,解算该模 型,求出模型的几何参数,可将式(1)简化为

 $x^{2} + Axy + By^{2} + Cx + Dy + E = 0$ . (2)

设  $P_i(x_i, y_i)$ ( $i=1,2,3, \dots, l, l \ge 5$ )为红外地球 云图轮廓上的边缘点,根据最小二乘法原理<sup>[18]</sup>,应 求目标函数

F(A,B,C,D,E) =

 $\sum_{i=1}^{i} (x_i^2, Ax_iy_i + By_i^2 + Cx_i + Dy_i + E)^2, \quad (3)$ 

的最小值来确定参数 A, B, C, D, E 的值, 由极值原 理可知, 欲使 F 最小, 必有

$$\frac{\partial F}{\partial A} = \frac{\partial F}{\partial B} = \frac{\partial F}{\partial C} = \frac{\partial F}{\partial D} = \frac{\partial F}{\partial E} = 0.$$
(4)

通过式(4),可求得 A,B,C,D,E 的值,即求出 模型的 5 个参数<sup>[19-21]</sup>,得到星下点参数,再利用文献 [17]的方法求出卫星姿态,并对区域观测图像进行 定位。

(6)

## 2.2 基于预报的姿态求解方法

基于区域观测图像的姿态确定方法适用于连续 接收区域观测图像的情况。正常情况下,风云二号 气象卫星收取圆盘图像,遇到特殊天气时会应急获 取高频次的区域图像。在区域观测刚启动时,由于 区域图像积累数据少,采用基于区域观测图像的姿 态确定方法对图像定位可能误差较大。

基于预报的姿态求解方法是根据接收圆盘图时 计算出的精确姿态,根据姿态变化的规律预报未来 的卫星姿态,它适用于已有精确的轨道姿态参数情 况下,采用数学模型预报未来 24 h 的定位参数。

根据历史姿态参数的数据分析,可采用二次多 项式函数作为目标函数,进行卫星自旋矢量赤经、赤 纬的求解。卫星自旋矢量的赤经或赤纬随时间变化 的模型可表示为

$$f(t) = at^2 + bt + c_{\circ}$$
(5)

其中, f(t)为卫星自旋矢量的赤经或赤纬, t为时间 (采用相对儒略日), a, b, c为待定的参数。

设  $f_i(t_i)(i=1,2,3,...,N,N \ge 50)$ 为历史卫星 自旋矢量的赤经时间序列,根据最小二乘法原 理<sup>[18]</sup>,应求目标函数  $F(a,b,c) = \sum_{i=1}^{N} [at_i^2 + bt_i + c - f(i)]^2$ 的最小值来确定参数 a,b,c 的值,由极值原 理,欲使 F 最小,必有  $\frac{\partial F}{\partial a} = \frac{\partial F}{\partial b} = \frac{\partial F}{\partial c} = 0, 则$  $\left(\sum_{i=1}^{N} t_i^4 \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \right) \times \begin{bmatrix} a \\ b \\ c \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \sum_{i=1}^{N} (t_i^2 \times f_i) \\ \sum_{i=1}^{N} (t_i \times f_i) \\ \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \sum_{i=1}^{N} t_i \\ \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \sum_{i=1}^{N} t_i \end{bmatrix} \times \begin{bmatrix} a \\ b \\ c \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \sum_{i=1}^{N} (t_i \times f_i) \\ \sum_{i=1}^{N} (t_i \times f_i) \end{bmatrix} .$ 

其中,

$$a = \left[ \left( \sum_{i=1}^{N} t_{i} \right)^{2} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i}^{2} \times f_{i}) + \left( \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{2} \right)^{2} \times \right]$$

$$\sum_{i=1}^{N} f_{i} - N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{2} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i}^{2} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) - \sum_{i=1}^{N} t_{i} \times t_{i}^{2} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) - \sum_{i=1}^{N} t_{i} \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{2} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{2} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N} (t_{i} \times f_{i}) + N \times \sum_{i=1}^{N} t_{i}^{3} \times \sum_{i=1}^{N$$

$$\begin{split} \sum_{i=1}^{N} (t_i^2 \times f_i) &- N \times \sum_{i=1}^{N} t_i^4 \times \sum_{i=1}^{N} (t_i \times f_i) - \sum_{i=1}^{N} t_i \times \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \times \sum_{i=1}^{N} (t_i^2 \times f_i) + \sum_{i=1}^{N} t_i \times \sum_{i=1}^{N} t_i^4 \times \sum_{i=1}^{N} f_i - \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \times \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \times \sum_{i=1}^{N} f_i \Big] / u, \\ c &= \Big[ \Big( \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \Big)^2 \times \sum_{i=1}^{N} (t_i^2 \times f_i) + \Big( \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \Big)^2 \times \sum_{i=1}^{N} f_i - \sum_{i=1}^{N} t_i \times \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \times \sum_{i=1}^{N} (t_i^2 \times f_i) + \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \times \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \times \sum_{i=1}^{N} t_i^4 \times \sum_{i=1}^{N} (t_i \times f_i) - \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \times \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \times \sum_{i=1}^{N} (t_i \times f_i) - \sum_{i=1}^{N} t_i^2 \times \sum_{i=1}^{N} t_i^3 \times \sum_{i=1}^{N} t_i^4 \times \Big( \sum_{i=1}^{N} t_i \Big)^2 - 2 \times \sum_{i=1}^{N} t_i \times \sum_{i=1}^{N} t_i^3 - N \times \sum_{i=1}^{N} t_i^4 \times \sum_{i=1}^{N} t_i^2 + N \times \sum_{i=1}^{N} t_i^3 . \end{split}$$

通过解方程组,可求得 a,b,c 的值,即可得到卫 星自旋矢量的赤经随时间变化的函数,同理可求得 卫星自旋矢量的赤纬随时间变化的函数。然后根据 函数求解相应时刻的卫星姿态,最后再利用文献 [17]中方法对区域观测图像进行定位。

#### 2.3 基于粗-精姿态关系模型的姿态求解方法

在卫星长时间未接收云图的情况下,基于区域 观测图像的姿态确定方法和基于预报的姿态求解方 法已不适用于此时的姿态求解。

利用卫星遥测值可以计算出卫星姿态<sup>[22]</sup>,由于 自旋稳定气象卫星遥测值不中断,在任何时候都可 以通过卫星遥测计算出卫星粗姿态。在实际业务中 发现这种通过卫星遥测值计算出来的卫星姿态不能 直接用于图像定位,图像定位需要确定每个像元的 精确位置,利用这种姿态给图像定位时会产生图像 网格偏移,因此将这种利用卫星遥测值计算出来的 卫星姿态称为粗姿态,而通过图像反推出来的卫星 姿态称为精姿态。粗姿态计算参见文献[16,22],本 文不再详细描述。

如果能够确定卫星精姿态和粗姿态的关系,则 无论是否接收图像都可以随时利用粗姿态来计算精 姿态。根据历史积累的同时段粗姿态与精姿态数 据,可以使用多项式的最小二乘曲线法来拟合两种 姿态的变化规律。

将精姿态与粗姿态的 x,y 轴和 z 轴的关系表

示为3组离散数据点 $\{(x_i, x'_i), i=0,1,2,\dots,m\}$ ,  $\{(y_i, y'_i), i=0,1,2,\dots,m\}$ 和 $\{(z_i, z'_i), i=0,1,2,\dots,m\}$ ,  $\mathcal{A}$ 分别将3个关系函数 $x''=X(x_i), y''=Y(y_i)$ 和 $z''=Z(z_i)$ 与所给3组数据拟合;对姿态数据 $\{(x_i, x'_i), i=0,1,2,\dots,m\}$ , $\{(y_i, y'_i), i=0,1,2,\dots,m\}$ 和 $\{(z_i, z'_i), i=0,1,2,\dots,m\}$ ,在所有次数不超过 $n(n \leq m)$ 的多项式构成的函数类 $\phi$ 中,分别求

 $X_{n}(x_{i}) = \sum_{k=0}^{n} a_{k} x_{i} \in \Phi_{x}, Y_{n}(y_{i}) = \sum_{k=0}^{n} a_{k} y_{i} \in \Phi_{y}$ 和  $Z_{n}(z_{i}) = \sum_{k=0}^{n} a_{k} z_{i} \in \Phi_{z}, 使误差 r_{xi}, r_{yi} 和 r_{zi} 的平方$ 和最小,即

$$\min_{0 \le n \le m} \left( \sum_{i=0}^{m} r_{xi}^{2} \right) = \min_{0 \le n \le m} \left( \sum_{i=0}^{m} \left( \sum_{k=0}^{m} X_{k}(x_{i}) - x'' \right)^{2} \right),$$
(7)

$$\min_{0 \leqslant n \leqslant m} \left( \sum_{i=0}^{m} r_{yi}^{2} \right) = \min_{0 \leqslant n \leqslant m} \left( \sum_{i=0}^{m} \left( \sum_{k=0}^{m} Y_{k}(y_{i}) - y'' \right)^{2} \right),$$
(8)

$$\min_{0 \leqslant n \leqslant m} \left( \sum_{i=0}^{m} r_{zi}^{2} \right) = \min_{0 \leqslant n \leqslant m} \left( \sum_{i=0}^{m} \left( \sum_{k=0}^{m} Z_{k}(z_{i}) - z'' \right)^{2} \right).$$
(9)

其中, 
$$r_{xi} = \sum_{k=0}^{m} X_k(x_i) - x'', r_{yi} = \sum_{k=0}^{m} Y_k(y_i) - y'',$$
  
 $r_{zi} = \sum_{k=0}^{m} Z_k(z_i) - z'', i = 0, 1, \dots, m_o$ 

使误差  $r_{xi}$ ,  $r_{yi}$ 和  $r_{zi}$ 的平方和最小的  $X_n(x_i)$ ,  $Y_n(y_i)$ ,  $Z_n(z_i)$ 即为所求多项式,由此可以根据粗姿态推算出当时的精姿态,再利用文献[17]的方法对 区域观测图像进行定位。

#### 3 误差分析

## 3.1 基于区域观测图像的姿态确定方法

利用 FY-2E 气象卫星 2013 年 7 月 8—14 日的 图像进行模拟分析,姿态计算结果如图 1 所示(图中 时间为北京时,下同)。x 轴最大误差为 1.8×  $10^{-4}$ ,平均误差为 7.1× $10^{-5}$ ,最小误差为 3.1×  $10^{-8}$ ;y 轴最大误差为 3.7× $10^{-4}$ ,平均误差为3.0×  $10^{-4}$ ,最小误差为 2.2× $10^{-4}$ ;z 轴最大误差为8.2×  $10^{-6}$ ,平均误差为 6.1× $10^{-6}$ ,最小误差为 3.6×  $10^{-6}$ 。利用该姿态对区域观测云图进行定位,误差 保持在 2.5个红外像元以内,符合业务要求。







**3.2 基于预报的姿态求解方法** 利用 FY-2E 气象卫星 2013 年 7 月 4-7 日共 4 d 的历史精确姿态对 2013 年 7 月 8—14 日进行 姿态参数预报,结果如图2所示。x轴最大误差为



图 2 基于预报的姿态求解方法计算结果与实测结果比较

Fig. 2 Results of solving attitude based on forecast compared with measurements

8.7×10<sup>-5</sup>,平均误差为3.8×10<sup>-5</sup>,最小误差为 4.1×10<sup>-7</sup>; y 轴最大误差为4.1×10<sup>-5</sup>,平均误差为 8.9×10<sup>-6</sup>,最小误差为2.3×10<sup>-7</sup>; z 轴最大误差为 1.3×10<sup>-6</sup>,平均误差为5.9×10<sup>-7</sup>,最小误差为 1.4×10<sup>-9</sup>。预报时段内,平均误差达到1个红外像 元,最大误差达到2个红外像元,符合业务要求。

### 3.3 基于粗-精姿态关系模型的姿态求解方法

利用 FY-2E 气象卫星 2013 年 7 月 8—10 日之 间的遥测数据计算出对应的粗姿态,然后利用已知 的精姿态进行拟合分析,预报未来 48 h 精姿态,具 体结果如图 3 所示。x 轴拟合最大误差为 3.5× 10<sup>-5</sup>,平均误差为 1.4×10<sup>-5</sup>,最小误差为 6.6× 10<sup>-8</sup>;y 轴拟合最大误差为 2.4×10<sup>-5</sup>,平均误差为 1.2×10<sup>-5</sup>,最小误差为 1.4×10<sup>-6</sup>;z 轴拟合最大误 差为 3.0×10<sup>-7</sup>,平均误差为 1.4×10<sup>-7</sup>,最小误差 为 1.3×10<sup>-8</sup>。利用拟合结果对图像定位误差的分 析结果显示最大误差为 4.9个红外像元,前 24 h平 均误差为 3.6个红外像元,后 24 h平均误差为 4.6 个红外像元,该方法可以在无精姿态数据时对区域 观测图像进行应急定位。



图 3 基于粗-精姿态关系模型的姿态求解方法姿态计算结果 Fig. 3 Results of attitude determination method based on the relational model of crude-precise attitude

## 4 结 论

本文研究了风云二号气象卫星在区域扫描模式 下 3 种不同的姿态求解方法,并利用 FY-2E 气象卫 星 2013 年 7 月 8—14 日之间的图像对 3 种方法进 行了模拟分析,得到如下主要结论:

1) 基于区域观测图像的姿态确定算法直接利用区域观测图像求解卫星姿态参数,该参数用于图像定位精度比较稳定,主要适用于连续的区域观测情况下至少有 24 h 区域观测图像积累时的卫星姿态确定。

2) 基于预报的姿态求解方法是利用卫星接收 圆盘图时计算出的精确姿态,根据姿态变化规律预 报未来卫星姿态,它适用于区域观测启动 24 h 内对 云图的定位。

3) 基于粗-精姿态关系模型的姿态求解方法利用遥测数据计算的粗姿态值,并利用粗-精姿态关系模型,预报未来24h的定位参数。与其他两种方法相比,该方法精度较低,可以在无精姿态数据时对区域观测图像进行应急定位。

#### 参考文献

- [1] 薛谌彬,龚建东,何财福,等.静止卫星云导风的质量控制及在 同化中的应用.应用气象学报,2013,24(3):356-364.
- [2] 黄勇,覃丹宇.舟曲泥石流天气过程中云团合并的卫星观测. 应用气象学报,2013,24(1),87-98.
- [3] 刘健,张里阳. 气象卫星高空间分辨率数据的云量计算与检验. 应用气象学报,2011,22(1):35-45.
- [4] 韩秀珍,吴朝阳,郑伟,等.基于水面实测光谱的太湖蓝藻卫星 遥感研究.应用气象学报,2010,21(6):724-731.
- [5] 许健民,张其松.卫星风推导和应用综述.应用气象学报, 2006,17(5):574-582.
- [6] [2013-07-06]. http://www.eumetsat.int/Home/Main/Satellites/Meteosat Second Generation/Services/SP\_2010062816 1215372.
- [7] 王素娟,郭强,许健民. FY-4 气象卫星定位用导航星选取方

法.应用气象学报,2010,21(2):149-156.

- [8] Pei C. Attitude determination algorithms for spinning satellites using single antenna GPS receiver and MEMS gyro. Aerospace Science and Technology, 2013, 26(1):10-15.
- [9] D'Angelo M, Linares R, Crassidis J L. Attitude determination for a small satellite mission. Advances in the Astronautical Sciences, 2012, 144: 165-171.
- [10] 谌一夫,张春玲,张慧,等. ZY-3 卫星的姿态和轨道模型研究. 华中师范大学学报:自然科学版,2013(3):421-425;430.
- Cao L, Yang W W, Chen X Q, et al. The research of microsatellite attitude determination based on predictive filter. Applied Mechanics and Materials, 2012, 110-116; 5413-5419, DOI 10. 4028/www.scientific.net/AMM. 110-116. 5413.
- [12] Jiao Y, Wang J, Pan X, et al. Influence analysis of measurement errors in satellite attitude determination based on extended Kalman filter. *Aeronautical Journal*, 2012, 116 (1178):373-389.
- [13] 李鹏,唐健,段广仁,等.基于自适应联邦滤波的卫星姿态确 定.中国空间科学技术,2013(2):67-71.
- [14] 魏喜庆,宋申民.基于容积卡尔曼滤波的卫星姿态估计.宇航 学报,2013(2):193-200.
- [15] 张健,孙兆伟.粒子滤波在卫星姿态确定中的应用.哈尔滨工 业大学学报,2012(11):31-35.
- [16] 李于衡,易克初,关鹏.地球静止轨道自旋卫星姿态确定及控 制策略.飞行器测控学报,2009,24(5):19-26.
- [17] 陈宝林.最优化理论与算法(第二版).北京:清华大学出版社, 2005:322-328.
- [18] Lu Feng, Zhang Xiaohu, Xu Jianmin. Image navigation for the FY2 geosynchronous meteorological satellite. *Journal of At*mospheric & Oceanic Technology, 2008, 25(7):1149.
- [19] Ahn S J, Rauh W, Cho H S. Orthogonal distance fitting of implicit curves and surfaces. *IEEE Trans PAMI*, 2002, 24(5): 620-638.
- [20] Cui Y T, Weng J, Reynolds H. Estimation of ellipse parameters using optimal minimum-variance estimator. *Pattern Rec*ognition Letter, 1996, 17(3): 309-316.
- [21] Nick B, Robert B, Naoki S. A method to detect and characterize ellipses using the Hough transform. *IEEE Trans PAMI*, 1999,21(7):652-657.
- [22] 李于衡,杨小芹,关鹏,等.基于遥测数据的定点自旋卫星姿态 选优方法.哈尔滨工业大学学报,2009,41(5):175-177.

Wei Caiying Zhang Xiaohu Zhao Xiangang Han Qi Lin Weixia

(National Satellite Meteorological Center, Beijing 100081)

#### Abstract

Area observation is realized by the geostationary meteorological satellites of the United States and Europe. The timeliness of satellite observation is greatly improved, and an instance can be accomplished within several minutes. Geostationary meteorological satellites of FY-2 series have the capability of specific area observation, but due to the strip image navigation problem, the area observation of FY-2 satellites is not put into operational use. Therefore, the attitude determination technology of FY-2 satellites' area observation is studied and 3 solving methods are proposed, which are based on area images, attitude prediction, and the relation model between crude and precise attitude.

The attitude determination method based on area images uses area images to calculate satellite attitude directly. This method is applicable to the condition that area images can be obtained continuously. When area images are accumulated for twenty-four hours, the method navigates the area image with the attitude gained by the method based on area images. The navigation deviation is in 2.5 infrared pixels. FY-2 satellite receives full disk images under normal observation mode, and receives high-frequency area images under emergency observation mode when special weather occurs. When using the attitude to navigate satellite image at the beginning of area observation, the image navigation accuracy maybe not ideal because the area images quantity is not enough. On this occasion, the attitude solving method based on attitude prediction can be used. With this method, the average deviation of image navigation can be reduced to 1 pixel. Based on the precise attitude which is gained through full disk images, this method predicts the future satellite attitude according to the variety rules of attitude. It is applicable to predict navigation parameter in future 24 hours with mathematics model while precise orbit attitude parameter is obtained. The attitude solving method based on relation model of crude-precise attitude uses the crude attitude which is calculated from telemetry data and the relation between the latest crude-precise attitude, and estimates precise attitude from the crude attitude which is calculated in real time. Using the attitude gained by this method to navigate the image, the max navigation deviation of area image is 4.9 infrared pixels, and the average deviation of former 24 hours is 3.6 infrared pixels. When precise attitude is not available, the attitude obtained by the method based on relation model of crude-precise attitude can be used to navigate area image during emergency situations.

Key words: geostationary meteorological satellite; area observations; image navigation; satellite attitude