文章编号: 2095-2163(2020)02-0012-06

中图分类号: V448; O231 文献标志码: A

# 基于双未知输入扩展自校准滤波的火星大气进入段自主导航算法

杨海峰, 傅惠民

(北京航空航天大学小样本技术研究中心,北京 100191)

摘 要:由于火星大气进入段的突风、沙尘暴、大气密度变化以及模型参数选取不当等因素的影响,导致动力学方程中存在未知输入(偏差),又由于惯性测量单元漂移等因素的影响,导致量测数据中存在未知输入(偏差),这两种未知输入(偏差)将严重影响火星大气进入段自主导航的精度。本文基于双未知输入扩展自校准滤波,建立了一种新的火星大气进入段自主导航算法,该算法能自动对动力学方程和量测方程中的未知输入进行识别、估计和补偿,消除系统误差,并通过数据融合减小偶然误差,提高滤波精度,实现高精度的自主导航。算例结果表明,与基于扩展 Kalman 滤波的传统导航算法相比,本文算法在探测器运动状态的 6 个维度上均大幅提升了导航精度。

关键词: 自校准; 火星探测; 自主导航; 滤波; 偏差; 精度

# Autonomous navigation algorithm of mars atmospheric entry based on dual unknown-inputs extended self-calibration filter

#### YANG Haifeng, FU Huimin

(Research Center of Small Sample Technology, Beijing University of Aeronautics and Astronautics, Beijing 100191, China)

[Abstract] Due to the influence of factors such as gusts, dust storms, changes in atmospheric density, and improper selection of model parameters in mars atmospheric entry phase, unknown-inputs (deviations) exist in the dynamic equations, and due to factors such as inertial measurement unit drift, as a result, there are unknown-inputs (deviations) in the measurement data, and these dual unknown-inputs (deviations) will seriously affect the accuracy of autonomous navigation in mars atmospheric entry. Based on the dual unknown-inputs extended self - calibration filter, a new autonomous navigation algorithm for mars atmospheric entry is established. This algorithm can automatically identify, estimate and compensate unknown inputs in the dynamic equations and measurement equations, eliminating systematic errors, and reducing accidental errors through data fusion, improving filtering accuracy and achieving high – precision autonomous navigation. The example calculation results show that compared with the traditional navigation algorithm based on extended Kalman filter, the algorithm proposed in this paper significantly improves the navigation accuracy in all six dimensions of the detector's motion state.

[Key words] self-calibration; mars exploration; autonomous navigation; filter; bias; accuracy

## 0 引 言

火星探测是人类深空探测的热点之一,更是各 航天大国展现自身综合国力和科技水平的平台。中 国在顺利实施"嫦娥"系列月球探测任务之后,与火 星探测相关的技术研究也正在逐步进行。不同于月 球探测,火星探测任务由于地球与火星之间的距离 太过遥远,无法进行实时控制,这就要求火星探测器 必须具备高精确的自主导航系统。正因如此,火星 探测的高精度自主导航一直都是国内外研究的前沿 与热点问题<sup>[1-5]</sup>。

探测器着陆火星需经历进入、下降和着陆 (Entry, Descent and Landing, EDL)过程,而火星大 气进入段是最重要的阶段之一,其自主导航精度直 接影响最终着陆的成功与否<sup>[6-8]</sup>。由于火星大气进入段是 EDL 过程中历时最长、气动环境最为恶劣的阶段,其探测器的运动状态将受到突风、沙尘暴等诸多未知因素的影响,导致其动力学特性无法精确建模<sup>[9-12]</sup>;同时,惯性测量装置(Inertial Measurement Unit,IMU)存在漂移,导致量测数据中不可避免地存在未知输入(偏差)。因此,亟需建立一种能够消除上述两种未知输入影响的火星大气进入段自主导航算法。

自适应 Kalman 滤波方法(Adaptive Kalman Filter)<sup>[13]</sup>,试图通过调用前N步的状态估计来修正 未知输入的影响,但这些数据往往与当前时刻的状 态关系不大,有时反而会造成更大的误差,甚至导致

收稿日期: 2019-12-26

基金项目:国家重点基础研究发展计划(2012CB720000);工信部 2018 年智能制造综合标准化项目《基于数字仿真的机械产品可靠性测试方法标准研究与试验验证》。

作者简介:杨海峰(1993-),男,博士研究生,主要研究方向:滤波方法、自主导航、深空探测等;傅惠民(1956-),男,教授,博士生导师,"长江 学者"奖励计划特聘教授,主要研究方向:小样本可靠性技术、自校准滤波方法、在线监测、故障诊断、寿命预测与控制等研究。

滤波发散。为此,傅惠民等提出一种自识别自校准 滤波方法<sup>[14-15]</sup>,该方法能够在系统的动力学方程和 量测方程均含有未知输入时,自动对其未知输入进 行识别、估计和补偿,消除偏差影响,并通过数据融 合减小偶然误差影响,提高滤波精度。基于这一理 论,结合火星大气进入段着陆导航的工程实际,本文 建立了一种新的火星大气进入段自主导航算法,该 算法可以有效消除突风等未知环境因素和量测设备 未知漂移的影响,大幅提升火星大气进入段自主导 航的精度。

#### 1 含双未知输入的火星大气进入段自主导航模型

火星大气进入段自主导航模型通常由动力学方 程和量测方程组成,考虑到突风等不确定因素以及 量测设备不精确的影响,含双未知输入的自主导航 模型为:

$$\boldsymbol{X}_{k} = \boldsymbol{f}_{k-1}(\boldsymbol{X}_{k-1}) + \boldsymbol{b}_{k-1} + \boldsymbol{W}_{k-1}, \quad (1)$$

$$\boldsymbol{Y}_{k} = \boldsymbol{h}_{k}(\boldsymbol{X}_{k}) + \boldsymbol{d}_{k} + \boldsymbol{V}_{k}, \qquad (2)$$

式中,  $f_k(\cdot)$  和  $h_k(\cdot)$  均为非线性向量函数;  $X_k$  为 m维状态向量,  $Y_k$  为 n 维量测向量;  $b_k$  和  $d_k$  均为未知 输入;  $W_k$  是方差矩阵为  $Q_k$  的状态噪声向量;  $V_k$  是 方差矩阵为  $R_k$  的量测噪声向量,并且满足:

$$\begin{cases} E(\boldsymbol{W}_{k}) = \boldsymbol{0}, \ E(\boldsymbol{W}_{k}\boldsymbol{W}_{j}^{\mathrm{T}}) = \boldsymbol{Q}_{k}\delta_{k,j}; \\ E(\boldsymbol{V}_{k}) = \boldsymbol{0}, \ E(\boldsymbol{V}_{k}\boldsymbol{V}_{j}^{\mathrm{T}}) = \boldsymbol{R}_{k}\delta_{k,j}; \\ E(\boldsymbol{W}_{k}\boldsymbol{V}_{j}^{\mathrm{T}}) = \boldsymbol{0}. \end{cases}$$
(3)

#### 1.1 含未知输入的动力学方程

式(1)中,  $X = (r, v, \gamma, \theta, \lambda, \psi)^{T}$ 为探测器运动 状态向量,其微分形式为<sup>[16-17]</sup>:

$$r = v \sin \gamma;$$
  

$$\dot{v} = -D - g_M \sin \gamma;$$
  

$$\dot{\gamma} = \left(\frac{v}{r} - \frac{g_M}{v}\right) \cos \gamma + \frac{L}{v} \cos \sigma;$$
  

$$\dot{\theta} = \frac{v \cos \gamma \sin \psi}{r \cos \lambda};$$
  

$$\dot{\lambda} = \frac{v \cos \gamma \cos \psi}{r};$$
  

$$\dot{\psi} = \frac{v}{r} \sin \psi \cos \gamma \tan \lambda + \frac{L \sin \sigma}{v \cos \gamma}.$$
  
(4)

式中, r 表示探测器质点到火星中心的距离; v 表示 探测器质点在火星中心固联坐标系下的速度;  $\sigma$  为 探测器的滚转角,  $\gamma$  和  $\psi$  分别为航迹倾角和航向 角;  $\theta$  和  $\lambda$  分别表示探测器位置对应的火星经度和 纬度;  $g_M$  为火星重力加速度, D 和 L 分别表示探测 器的气动阻力加速度和升力加速度,其具体的计算 公式如下所示:

$$g_M = \frac{\mu}{r^2},\tag{5}$$

$$D = \frac{1}{2}\rho v^2 \frac{C_D S_r}{m_c},\tag{6}$$

$$L = \frac{1}{2}\rho v^2 \frac{C_L S_r}{m_c},\tag{7}$$

其中,  $\mu$  = 42 828.29 × 10<sup>9</sup> m<sup>3</sup>/s<sup>2</sup> 为火星引力常数;  $C_{D}$  与  $C_{L}$  分别为探测器的阻力系数与升力系数;  $S_{r}$ 为探测器参考表面积;  $m_{e}$  为探测器质量;  $\rho$  为火星 大气密度,由下式给出:

$$\rho = \rho_0 \exp\left(\frac{r_0 - r}{h_s}\right), \qquad (8)$$

其中,  $\rho_0 = 2 \times 10^{-4}$ kg/m<sup>3</sup> 为火星标准大气密度;  $r_0 = 3$  437.2 km 为距离火星表面 40 km 的径向基准位置;  $h_s = 7.5$  km 为火星大气定标高度。

由于突风、模型参数选取不当等因素的影响,在 探测器运动状态的6个维度上都有可能产生未知输 入,所以**b**一般表示为:

$$\boldsymbol{b} = (b_1, b_2, b_3, b_4, b_5, b_6)^{\mathrm{T}}.$$
 (9)

#### 1.2 含未知输入的量测方程

火星探测器可基于 IMU 对自身加速度进行测量,进而得到探测器的运动状态;此外,探测器还可 通过与已知位置信息的火星导航信标之间的无线电 通讯得到自身的运动状态。因此,本文选用 IMU 加 速度计和基于 3 个导航信标的无线电测距、测速的 组合量测模型。

式(2)中量测向量 Y 的具体形式为<sup>[16,18-19]</sup>:

$$\boldsymbol{Y} = (\boldsymbol{a}_{y}^{\mathrm{T}}, \, \boldsymbol{r}_{y}^{\mathrm{T}}, \, \boldsymbol{v}_{y}^{\mathrm{T}})^{\mathrm{T}}, \qquad (10)$$

其中, *a*, 为加速度计在火星中心固联坐标系下的量测结果,其量测方程如下所示:

$$\boldsymbol{a}_{y} = \boldsymbol{C}_{p}\boldsymbol{C}_{v}\boldsymbol{a}_{v} + \boldsymbol{d}_{a} + \boldsymbol{V}_{a}, \qquad (11)$$

式中,  $d_a = (d_{k,1}, d_{k,2}, d_{k,3})^{T}$ ,  $V_a = (V_{k,1}, V_{k,2}, V_{k,3})^{T}$ , 而  $d_{k,j}$ 和  $V_{k,j}$ 分别为 $d_k$ 和  $V_k$ 的第j个分量;  $a_v$ 为探测器在速度坐标系下的实际加速度向量;  $C_v$ 是由速度坐标系到导航坐标系的转换矩阵;  $C_p$ 是由导航坐标系到火星中心固联坐标系的转换矩阵,其具体形式由下式给出:

$$\boldsymbol{a}_{v} = (-D, -L\sin\phi, L\cos\phi)^{\mathrm{T}}, \quad (12)$$
$$\boldsymbol{C}_{v} = \begin{bmatrix} \cos\gamma & \sin\gamma & 0\\ -\sin\gamma\cos\psi & \cos\gamma\cos\psi & -\sin\psi\\ -\sin\gamma\sin\psi & \cos\gamma\sin\psi & \cos\psi \end{bmatrix}, \quad (13)$$

(23)

$$= \begin{bmatrix} \cos \lambda \cos \theta & -\sin \theta & -\sin \lambda \cos \theta \\ \cos \lambda \sin \theta & \cos \theta & -\sin \lambda \sin \theta \\ \sin \lambda & 0 & \cos \lambda \end{bmatrix},$$
(14)

式(10)中的 $r_y$ 和 $v_y$ 分别为由无线电测距和多 普勒测速得到的量测结果,其具体形式为<sup>[16,18-19]</sup>:

$$\boldsymbol{r}_{y} = (r_{y,1}, r_{y,2}, r_{y,3})^{\mathrm{T}},$$
 (15)

$$\mathbf{v}_{y} = (v_{y,1}, v_{y,2}, v_{y,3})^{\mathrm{T}},$$
 (16)

式中, *r<sub>y,j</sub>*和 *v<sub>y,j</sub>*分别为探测器相对于第*j*个火星导航信标的距离和径向速度,其量测方程由下式给出:

$$r_{y,j} = r_{c,j} + d_{k,j+3} + V_{k,j+3}, \quad j = 1,2,3, \quad (17)$$

需特别指出的是,由于量测数据中只有 IMU 的

加速度计中存在未知输入,而无线电测距与多普勒

测速只有随机误差的影响,不存在未知输入。因此, 量测方程未知输入向量的9个维度中,与导航信标

 $d_k = (d_{k,1}, d_{k,2}, d_{k,3}, 0, 0, 0, 0, 0, 0)^{\mathrm{T}}.$ 

 $v_{y,j} = v_{c,j} + d_{k,j+6} + V_{k,j+6}$ , j = 1,2,3, (18) 其中,  $r_{c,j}$ 和  $v_{c,j}$ 分别为相对距离与径向速度的实际 值,其计算公式为:

$$r_{c,j} = \sqrt{(r_c - r_{b,j})^{\mathrm{T}}(r_c - r_{b,j})}, \quad j = 1, 2, 3,$$
(19)

$$v_{c,j} = \frac{(\mathbf{r}_c - \mathbf{r}_{b,j})^{\mathrm{T}} (\mathbf{v}_c - \mathbf{v}_{b,j})}{r_{c,j}}, \quad j = 1, 2, 3, \quad (20)$$

其中,  $\mathbf{r}_{e}$  和 $\mathbf{v}_{e}$ 、 $\mathbf{r}_{b,j}$  和  $\mathbf{v}_{b,j}$  分别为探测器和第j 个导航 信标在火星中心固联坐标系下的位置和速度向量, 前者由下式计算得到:

$$\boldsymbol{r}_{c} = (r\cos\lambda\cos\theta, r\cos\lambda\sin\theta, r\sin\lambda)^{\mathrm{T}}, (21)$$

$$\boldsymbol{v}_{c} = v \begin{bmatrix} \sin \gamma \cos \lambda \cos \theta - \cos \gamma \sin \lambda \cos \theta \cos \psi - \cos \gamma \sin \theta \sin \psi \\ \sin \gamma \cos \lambda \sin \theta - \cos \gamma \sin \lambda \sin \theta \cos \psi + \cos \gamma \cos \theta \sin \psi \\ \sin \gamma \sin \lambda + \cos \gamma \cos \lambda \cos \psi \end{bmatrix},$$
(22)

(2) 量测方程未知输入自识别自校准

当 
$$k \ge 3$$
 时,  $d_k$  的初始估计值  $d_k^{(0)}$  为:  
 $\hat{d}_k^{(0)} = Y_{k-1} - h_{k-1}(\hat{X}_{k-1})$ , (27)

考虑到量测噪声的影响,  $d_k$  的最终估计值  $d_k$  为:

$$\hat{d}_{k,j} = \begin{cases} 0, & \stackrel{\text{def}}{=} \hat{d}_{k,j}^{(0)} \mid < c_d \sigma_{k,j} \text{ fb}, \\ \hat{d}_{k,j}^{(0)}, & \stackrel{\text{def}}{=} \hat{d}_{k,j}^{(0)} \mid \geq c_d \sigma_{k,j} \text{ fb}, \end{cases}, \quad (28)$$

$$\sigma_{k,j} = \sqrt{\boldsymbol{R}_k(j,j)}, \quad j = 1, 2, 3.$$
(29)

式中,  $\hat{d}_{k,j}$  和  $\hat{d}_{k,j}^{(0)}$  分别为  $\hat{d}_k$  和  $\hat{d}_k^{(0)}$  的第 j 个分量;  $\boldsymbol{R}_k(j,j) \in \boldsymbol{R}_k$  第 j 行第 j 列的元素;  $\boldsymbol{c}_d$  为量测噪声影 响阈值调节参数, 并直接令  $\hat{d}_{k,j} = 0$  ( $j = 4, 5, \dots, 9$ )。

# 2.2 双未知输入自主导航滤波

(1)一步自校准预测

对式(1)的非线性状态方程在 X<sub>k-1</sub> 处进行泰勒 展开,保留一阶项后得到:

 $X_{k} = \Phi_{k-1}X_{k-1} + U_{X,k-1} + b_{k-1} + W_{k-1}, \quad (30)$ 其中,

$$\boldsymbol{\Phi}_{k-1} = \frac{\partial \boldsymbol{f}_{k-1}}{\partial \boldsymbol{X}} \Big|_{\boldsymbol{X} = \boldsymbol{X}_{k-1}}, \quad (31)$$

$$U_{X,k-1} = f_{k-1}(\hat{X}_{k-1}) - \Phi_{k-1}\hat{X}_{k-1},$$
 (32)  
非线性系统一步自校准预测为:

 $\hat{X}_{k/(k-1)} = f_{k-1}(\hat{X}_{k-1}) + \hat{b}_{k-1},$  (33) 一步预测误差协方差矩阵  $P_{k/(k-1)}$  为:

下面对式(1)和式(2)给出的由动力学方程、 IMU加速度计和基于3个导航信标的无线电测距测

速组成的含双未知输入的导航模型(m = 6, n = 9) 进一步建立其相应的导航滤波算法。

## 2.1 双未知输入自识别自校准

相关的后6个维度取值均为0,即

2

双未知输入自主导航滤波算法

(1)状态方程未知输入自识别自校准

当 
$$k \ge 3$$
 时,  $\boldsymbol{b}_{k-1}$  的初始估计值  $\boldsymbol{b}_{k-1}^{(0)}$  为:

$$\hat{\boldsymbol{b}}_{k-1}^{(0)} = \hat{\boldsymbol{X}}_{k-1} - \boldsymbol{f}_{k-2}(\hat{\boldsymbol{X}}_{k-2}) , \qquad (24)$$

考虑到状态噪声的影响, $\boldsymbol{b}_{k-1}$ 的最终估计值 $\hat{\boldsymbol{b}}_{k-1}$ 为:

$$\hat{b}_{k-1,j} = \begin{cases}
0, & \stackrel{\text{def}}{=} | \hat{b}_{k-1,j}^{(0)} | < c_b \sigma_{k-1,j}^* | \overrightarrow{\text{H}}, \\
\hat{b}_{k-1,j}^{(0)}, \stackrel{\text{def}}{=} | \hat{b}_{k-1,j}^{(0)} | \ge c_b \sigma_{k-1,j}^* | \overrightarrow{\text{H}}, \\
& j = 1, 2, \cdots, m, \quad (25) \\
\sigma_{k-1,j}^* = \sqrt{\mathcal{Q}_{k-1}(j,j)}, \quad j = 1, 2, \cdots, m,
\end{cases}$$
(26)

式中,  $\hat{b}_{k-1,j}$  和  $\hat{b}_{k-1,j}^{(0)}$  分别为  $\hat{b}_{k-1}$  和  $\hat{b}_{k-1}^{(0)}$  的第 j 个分 量;  $Q_{k-1}(j, j) \neq Q_{k-1}$  第 j 行第 j 列的元素;  $c_b$  为状态 噪声影响阈值调节参数。

 $C_p$ 

 $\boldsymbol{P}_{k/(k-1)} = \boldsymbol{\Phi}_{k-1} \boldsymbol{P}_{k-1} \boldsymbol{\Phi}_{k-1}^{\mathrm{T}} + \boldsymbol{Q}_{k-1} + \boldsymbol{\Omega}_{k-1}^{\mathrm{T}} + \boldsymbol{\Omega}_{k-1}^{\mathrm{T}} + \boldsymbol{\Omega}_{k-1}^{*},$ 

式中, I 为单位矩阵;  $T_{k-1}^*$  为当 $\hat{b}_{k-1,j} \neq 0$  时第j行第 j 列元素为1,当 $\hat{b}_{k-1,j} = 0$  时第j行第j 列元素为0,其 余非对角线上元素均为0 的对角矩阵;  $S_{k-1}$  为:  $S_{k-1} = (I - K_{k-1}H_{k-1}) \{ \Phi_{k-2}P_{k-2} + T_{k-2}^* [P_{k-2} - \Phi_{k-3}S_{k-2}^T - \Phi_{k-3}S_{k-3}^T - \Phi_{k-3}S_{k-2}^T - \Phi_{k-3}S_{k-2}^T - \Phi_{k-3}S_{k-2}^T - \Phi_{k-3}S_{k-2}^T - \Phi_{k-3}S_{k-2}^T - \Phi_{k-3}S_{k-2}^T - \Phi_{k-3}S_{k$ 

 $Q_{k-3}^{\mathrm{T}}(I - K_{k-2}H_{k-2})^{\mathrm{T}}] \} + K_{k-1}T_{k-1}(H_{k-2}P_{k-2} - R_{k-2}^{\mathrm{T}}K_{k-2}^{\mathrm{T}}) ,$ 

(37)

$$S_{2} = (I - K_{2}H_{2}) \Phi_{1}P_{1}, \quad (38)$$
  
对于 *k* = 1,2 的情况,系统一步预测为:

$$\hat{X}_{k/(k-1)} = f_{k-1}(\hat{X}_{k-1}), \qquad (39)$$

一步预测误差协方差矩阵  $P_{k/(k-1)}$  为:

$$P_{k/(k-1)} = \Phi_{k-1}P_{k-1}\Phi_{k-1} + Q_{k-1},$$
 (40)  
滤波初始化为:

$$\boldsymbol{X}_0 = \boldsymbol{E}(\boldsymbol{X}_0) , \qquad (41)$$

$$\boldsymbol{P}_{0} = E\left[\left(\boldsymbol{X}_{0} - \boldsymbol{X}_{0}\right)\left(\boldsymbol{X}_{0} - \boldsymbol{X}_{0}\right)^{\mathrm{T}}\right], \quad (42)$$

(2) 量测自校准估计

对式(2)的非线性量测方程在 $X_{k/(k-1)}$ 处进行 线性化得到:

$$\boldsymbol{Y}_{k} = \boldsymbol{H}_{k}\boldsymbol{X}_{k} + \boldsymbol{U}_{Y,k} + \boldsymbol{d}_{k} + \boldsymbol{V}_{k}, \qquad (43)$$

式中,

$$\boldsymbol{H}_{k} = \frac{\partial \boldsymbol{h}_{k}}{\partial \boldsymbol{X}} \Big|_{\boldsymbol{X} = \boldsymbol{X}_{k/(k-1)}}, \qquad (44)$$

$$U_{Y,k} = h_k(X_{k/(k-1)}) - H_k X_{k/(k-1)}, \quad (45)$$

量测自校准估计 $Y_k$ 为:

$$\hat{Y}_{k} = h_{k}(\hat{X}_{k/(k-1)}) + \hat{d}_{k},$$
 (46)

量测估计误差协方差矩阵 $P_{Y,k}$ 为:

$$\boldsymbol{P}_{Y,k} = \boldsymbol{H}_{k} \boldsymbol{P}_{k/(k-1)} \boldsymbol{H}_{k}^{\mathrm{T}} + \boldsymbol{R}_{k} + \boldsymbol{H}_{k} \boldsymbol{\Psi}_{k} + \boldsymbol{\Psi}^{\mathrm{T}} \boldsymbol{H}_{k}^{\mathrm{T}} + \boldsymbol{\Psi}_{k}^{*},$$

$$(47)$$

$$\Psi_{k} = - \{ \Phi_{k-1} P_{k-1} H_{k-1}^{\mathrm{T}} + T_{k-1}^{*} [ P_{k-1} - \Phi_{k-2} S_{k-1}^{\mathrm{T}} - Q_{k-2}^{\mathrm{T}} (I - K_{k-1} H_{k-1})^{\mathrm{T}} ] H_{k-1}^{\mathrm{T}} - \Phi_{k-1} K_{k-1} K_{k-1} - T_{k-1}^{*} K_{k-1} R_{k-1} \} T_{k}, \quad (48)$$

$$\Psi_{k}^{*} = T_{k} (H_{k-1} P_{k-1} H_{k-1}^{\mathrm{T}} + R_{k-1} - H_{k-1} K_{k-1} R_{k-1} - R_{k-1}^{\mathrm{T}} K_{k-1}^{\mathrm{T}} H_{k-1}^{\mathrm{T}} ) T_{k}, \quad (49)$$

式中,  $T_k$  为当 $\hat{d}_{k,j} \neq 0$  时第j 行第j 列元素为 1, 当  $\hat{d}_{k,j} = 0$  时第j 行第j 列元素为 0, 其余非对角线上元 素均为 0 的对角矩阵。

对于k = 1,2的情况,量测估计为:

$$\boldsymbol{Y}_{k} = \boldsymbol{h}_{k}(\boldsymbol{X}_{k/(k-1)}) , \qquad (52)$$

量测估计误差协方差矩阵 $P_{Y,k}$ 为:

$$\boldsymbol{P}_{Y_{k},k} = \boldsymbol{H}_{k} \boldsymbol{P}_{k/(k-1)} \boldsymbol{H}_{k}^{\mathrm{T}} + \boldsymbol{R}_{k}, \quad (51)$$
(3)状态估计

最终的状态估计 $\hat{X}_{\mu}$ 为:

$$\hat{\boldsymbol{X}}_{k} = \hat{\boldsymbol{X}}_{k'(k-1)} + \boldsymbol{K}_{k}(\boldsymbol{Y}_{k} - \hat{\boldsymbol{Y}}_{k}), \quad (52)$$

$$\text{状态估计误差协方差矩阵 } \boldsymbol{P}_{k} \text{ b}:$$

$$\boldsymbol{P}_{k} = \boldsymbol{P}_{k/(k-1)} - \boldsymbol{K}_{k} \boldsymbol{P}_{XY_{k},k}^{\mathrm{T}}, \qquad (53)$$

其中, K<sub>k</sub> 为滤波增益矩阵,由下式计算得到

$$\boldsymbol{K}_{k} = \boldsymbol{P}_{XY, k} \boldsymbol{P}_{Y, k}^{-1}, \qquad (54)$$

$$\boldsymbol{P}_{XY, k} = \boldsymbol{P}_{k/(k-1)} \boldsymbol{H}_{k}^{\mathrm{T}} + \boldsymbol{\Psi}_{k}.$$
 (55)

式中,  $\Psi_1 = \Psi_2 = \mathbf{0}_0$ 

## 3 算例对比与结果分析

采用美国火星科学实验室(Mars Science Laboratory, MSL)任务中好奇号(Curiosity)着陆探测器在大气进入段的实际数据<sup>[11,16]</sup>,分别对本文算法和基于 EKF 的自主导航算法进行 500 次独立数字仿真,并将状态各维度上的均方根误差(*RMSE*) 作为评价导航性能的指标。

火星探测器的初始运动状态和状态估计见表 1,3个火星导航信标的分布情况见表 2。

表 1	探测器初始运动状态及其估计
-----	---------------

Tab. 1 Detector initial motion state and the estimation

	状态变量					
	距离 r/km	速度 $v/(\mathbf{m} \cdot \mathbf{s}^{-1})$	飞行路径角γ/(°)	火星经度 $\theta/(\circ)$	火星纬度 λ/ (°)	航向角 ψ⁄ (°)
真实值	3 522.2	6 900	-12	0	1	89
估计值	3 523.2	6 910	-12.03	0.02	1.02	89.03

表 2 火星导航信标分布

Tab. 2	Distribution of mars navig	gation beacons
信标编号	火星经度/(°)	火星纬度/(°)
1	5.7	5.7
2	5.7	-5.7
3	0	0

火星大气进入段导航持续时间 300 s,取相邻两步之间的时间间隔为1 s,设动力学方程和量测方程中的未知输入 b<sub>k-1</sub> 和 d<sub>k</sub>分别为:

$$\boldsymbol{b}_{k-1} = \begin{cases} (0,0,0,0,0,0)^{\mathrm{T}}, & 1 \leq k \leq 100; \\ (10,10,0,0,0,0)^{\mathrm{T}}, & 101 \leq k \leq 200; \\ (-10, -10,0,0,0,0)^{\mathrm{T}}, & 201 \leq k \leq 300. \end{cases}$$

$$\boldsymbol{d}_{k} = (0.003, 0.003, 0.003, 0.0, 0, 0, 0, 0)^{\mathrm{T}}, & 1 \leq k \leq 300. \end{cases}$$

 $u_k = (0.005, 0.005, 0.005, 0.005, 0, 0, 0, 0, 0, 0, 0)$ ,  $1 \le k \le 500$ . (57)

500 次蒙特卡洛仿真所得两种算法在各维度上 均方根误差对比情况如图 1 所示,均方根误差均值 的对比见表 3。

表 3 本文算法与 EKF 导航算法的 RMSE 均值比较

算法 -	状态变量					
	距离 r/ m	速度 v/ (m・s <sup>-1</sup> )	飞行路径角 γ/rad	火星经度 $\theta$ / rad	火星纬度 λ/rad	航向角 ψ∕rad
EKF 导航算法	285.79	57.26	8.10e-4	2.10e-5	4.42e-5	2.68e-3
本文算法	29.00	5.62	4.28e-5	4.37e-6	9.40e-6	1.54e-4



图 1 本文算法(实线)与 EKF 导航算法(虚线)的状态估计 RMSE 比较

Fig. 1 State estimation *RMSEs* comparison of the proposed algorithm and the EKF navigation algorithm

由图1和表3中的计算结果可以看出,当着陆 探测器在大气进入段受到突风等不确定因素影响且 加速度计存在未知漂移时,本文算法可以很好地消 除这些未知输入的影响,状态估计误差远小于基于 EKF的自主导航算法,且导航全程估计结果都保持 稳定,具有很强的鲁棒性。

#### 4 结束语

为进一步提升火星大气进入段自主导航精度, 消除动力学模型中突风、沙尘暴以及量测模型中 IMU漂移等未知输入对探测器运动状态估计的影 响,本文将双未知输入扩展自校准滤波引入火星自 主导航工程实际中,建立了一种新的火星大气进入 段自主导航算法。大量计算结果表明,与传统算法 相比,本文算法导航精度更高,鲁棒性更强,能更好 地满足未来火星高精度定点着陆的需求。

#### 参考文献

- BRAUN R D, MANNING R M. Mars exploration entry, descent, and landing challenges [J]. Journal of Spacecraft and Rockets, 2007, 44(2): 310.
- [2] 崔平远,于正湜,朱圣英. 火星进入段自主导航技术研究现状与 展望[J]. 宇航学报, 2013, 34(4):447.
- [3] 崔平远,高艾,于正湜.火星着陆自主导航方案研究进展[J].深 空探测学报,2014,1(1):18.
- [4] 崔平远,胡海静,朱圣英,等.火星精确着陆制导问题分析与展望[J]. 宇航学报, 2014, 35(3):245.
- [5] 王轶博. 着陆器在火星大气进入段的自主导航方法研究[D]. 哈尔滨:哈尔滨工业大学, 2011.

(下转第22页)