2009年 10月

Vol 27 No 5 Oct 2009

# 火星探测器飞行轨道设计

### 尹大伟, 文援兰, 刘峰, 廖

(国防科技大学 航天与材料工程学院、湖南 长沙 410073)

摘一要,在一些基本假设的基础上,初步设计了从地球停泊轨道发射探测器到达火星的飞行轨道。运用圆锥曲线 拼接法,设计了采用双共切和单共切两种不同的日心段转移方式时,探测器日心段、地心段和火星中心段的飞行轨 道,并分析比较了这两种设计方法的特点。根据限制性二体问题动力学模型,仿真计算了探测器 在不同轨道段的飞行 轨迹、结果表明、探测器可以按照所设计的轨道飞行到达火星、并被其捕获、成为环绕火星飞行的卫星。

关 键 词: 轨道设计; 火星探测器; 轨道拼接法; 霍曼 (Holmann) 转移

中图分类号: V412.42

文献标识码: A

文章编号: 1002-0853(2009)05-0040-04

### 引言

火星是距离地球最近的外行星, 对火星的探测 和开发具有十分重要的意义。火星探测是近年来航 天活动的热点之一,美、俄等曾多次发射探测器对火 星进行探测活动, 取得了丰硕的成果。我国已经成 功发射了"嫦娥一号"绕月探测器, 具备了一定的深 空探测能力。研究火星探测轨道与近地航天器有很 大差异, 出现了许多新的问题, 例如: 力学模型的选 择,轨道的设计方法,发射窗口的选择,导航及制导 等[]。本文进行了初步的轨道设计研究,设计出了 从地球发射飞往火星并绕火星飞行的探测器飞行 轨道。

### 基本假设

在研究火星探测器飞行轨道过程中进行如下 假设[2].

- (1)忽略火星绕日轨道与黄道面的倾角, 假设 探测器在黄道面内完成所有飞行段的轨道转移;
- (2)由于星际航行消耗的燃料有限,飞行时间 长, 为缩短飞行时间, 目前多采用大推力火箭发动 机. 本文假设发动机按冲量模式工作:
- (3)探测器在飞往火星过程中, 按照影响球理 论, 假设每一时刻只受对其运动影响最大的中心引

力体的作用, 因此使用限制性二体模型和受摄二体 模型求解飞行轨道。

### 2 坐标系定义

研究探测器的运动,首先需要定义参考坐标系。 根据火星探测器飞行轨道特点, 定义三个坐标系: 日 心黄道惯性系、地心黄道惯性系和火星中心黄道惯 性系。以日心黄道惯性系为例, 坐标系定义如下, 坐 标原点为太阳质心。※轴指向 №000.0平春分点。У 轴在黄道面内沿逆时针方向垂直于 举轴。举轴垂直于 黄道面,指向与 举轴和 举轴成右手定则关系。地心 惯性系和火星中心惯性系坐标原点分别定义在地球 质心和火星质心. 坐标轴指向定义与日心黄道惯性 系平行。

### 地球、火星轨道要素的计算

进行火星探测器的飞行轨道设计前,首先需要 地球和火星绕日的精确轨道参数。本文利用 [PI]星 历计算程序得到 2008~2017年的行星位置数据 [2]. 计算步长设为 4 \ 使用最小二乘法拟合出日心惯性 坐标系下地球和火星位置坐标随时间 变化的规 律,采用6阶拟合,位置对时间求导即可得到速度。 由 『卫星历得到的实时数据点太多,本文将地火 10 年的星历数据每 21个记录分为一组进行分段拟合.

收稿日期: 2009-01-04,修订日期: 2009-02-25

基金项目: 国家自然科学基金资助 (10573041); 国家 "863"计划资助 (2007 AAI 2 Z308)

作者简介: 尹大伟(1981-), 男, 山东威海人, 博士研究生, 研究方向为飞行器系统建模仿真、自主导航;

文援兰(1965-), 男,湖南醴陵人, 副教授,博士, 研究方向为航天器轨道确定、航天器控制与仿真。

拟合后取中间第 11 个点作为后续计算的计算点。 由拟合出的位置、速度可以求出地球和火星的轨道 要素。由于地球和火星的轨道根数是随时间变化 的, 需计算出地球和火星的平均轨道根数, 本文采用 迭代方法确定平均轨道根数。

### 4 探测器飞行轨道设计

根据基本假设,按照探测器不同的飞行阶段,使 用圆锥曲线拼接法和影响球概念[3], 在精确确定地 球、火星轨道参数的基础上,分别设计地心段、日心 段和火星中心段飞行轨道。首先选择日心段轨道转 移方式, 根据发动机的能力, 日心转移轨道选择为椭 圆轨道,本文设计双共切和单共切两种日心段转移 轨道。根据两种日心段轨道设计值、计算相应的地 球中心段和火星中心段飞行轨道。地心段飞行轨道 设计为圆形近地停泊轨道和双曲线转移轨道 火星 中心段飞行轨道为双曲线转移轨道和近火星圆形绕 飞轨道。

#### 4.1 日心段双共切轨道设计

参考坐标系为日心黄道惯性系,探测器日心飞 行轨道的初始条件为:

$$R_{\!\scriptscriptstyle g} = R_{\!\scriptscriptstyle \oplus \, 0} + R_{\!\scriptscriptstyle ye} \tag{1}$$

$$V_0 = V_{\oplus 0} + V_{\oplus \infty} \tag{2}$$

式中、R和  $V_0$ 分别为火星探测器在此时刻的日心 位置和速度;  $R_{\oplus}$  ,  $V_{\oplus}$  。分别为地球在日心轨道上 t=0时的位置和速度; 矢量 Ry由地球中心指向飞出 地球影响球交点; 基 ... 为火星探测器飞出地球影响 球时的地心速度。

当 萤∞与 Ⅷ0共线时,可得到 Ⅷ0的极值。因 此将 √的方向设计为与地球的公转速度方向相同. 对于外行星探测器而言:  $V = V_0 + \frac{1}{2} \infty$ 。 轨道设 计时,设计探测器飞出地球影响球时从影响球下方 飞出; 进入火星影响球时, 从影响球下方进入, 且分 别沿地球、火星绕日公转的速度方向。根据双共切 转移轨道几何关系,可以得出双共切日心段轨道长 半轴为:

$$a_s = (R_0 + R_t + R_{ve} - R_{vt})/2$$
 (3)

式中、尽为地球的日心距; 尽为火星的日心距; 尽实 R分别为地球、火星影响球半径。双共切轨道到达 火星的飞行时间为半个椭圆轨道周期,因此 Ts=

飞出地球影响球时探测器日心轨道速度为:

$$V_0 = \sqrt{2 \times \left(\frac{\mu}{R_D + R_{ve}} - \frac{\mu}{2}\right)}$$
 (4) 飞行的反切线方向施加冲量,降低速度,其特征速度为: (C)1994-2020 China Academic Journal Electronic Publishing House. All rights reserved. http://www.cnki.net

到达火星影响球时探测器的日心速度为:

$$V_{\Gamma} = \sqrt{2 \times \left(\frac{\mu}{R_{t} - R_{yt}} - \frac{\mu}{2^{a}}\right)}$$
 (5)

根据椭圆轨道性质可计算出日心轨道段其他轨 道要素。

#### 4.2 日心段单共切轨道设计

当日心段采用单共切转移轨道时, 设转移角度 为 🔩 轨道设计时, 探测器飞出地球影响球方式与 双共切时相同。飞入火星影响球时, 沿火星中心和 日心连心线与火星影响球下的交点以速度倾角  $\Theta_{T}$ 方向进入,则探测器初始矢径大小为  $R_0 + R_n$  终止 位置矢径大小为 R-R,则有轨道方程:

$$R_{\oplus} + R_{\text{ye}} = \frac{P_{\text{s}}}{1 + \frac{e}{s} \cos \theta}$$

$$R_{\text{t}} - R_{\text{yt}} = \frac{P_{\text{s}}}{1 + \frac{e}{s} \cos \theta}$$
(6)

由式(6)可求得单共切椭圆转移轨道的半通径 P。和偏心率 5 从而可计算其他轨道要素. 以及 Ts  $\Theta_{\mathrm{T}}$   $V_{\mathrm{o}}$   $V_{\mathrm{To}}$ 

#### 4.3 地心段轨道设计

参考系为地心黄道坐标系, 根据日心段得到的 ₹、设计地心段轨道。由式(2)可知,地心双曲线剩 余速度为. ఈ∞= ¼- ¼₀。

双曲线转移轨道的近地点与停泊轨道半径 🔠 🐧 相等, 故有双曲线轨道近地点速度 🗛 🛭 =  $\int_{-\infty}^{\sqrt[3]} + 2\nu_{\oplus} / \frac{\pi}{6}$ 。为使特征速度  $\Delta \mathcal{L}_{1}$ 最小, 在停 泊轨道上施加沿轨道切线方向的冲量。得出特征速 度  $\Delta X_1 = X_1 - \sqrt{\mu_{\oplus} / X_0}$ 。 双曲线轨道瞄准参数  $B_0 = \frac{1}{10} \sqrt{1 + (\frac{1}{10} \cos(\frac{1}{10} + \frac{1}{10})^2)}$ ,由瞄准参数可计算出 地心双曲线转移轨道的偏心率、渐近线真近点角和 偏转角分别为:  $\mathfrak{h} = (1 + \mathfrak{h}_{\infty} \ \mathbb{I}_{\mathbb{R}}^2 / \mathcal{V}_{\mathbb{R}}^2)^{\frac{1}{2}}$ .  $\mathfrak{f} = \arccos$  $(-1/\frac{6}{9})$ ,  $\delta/2 = \arcsin 1/\frac{9}{9}$ 

### 4.4 火星中心段轨道设计

参考系为火星中心黄道惯性系。当火星探测器 沿双共切日心轨道到达火星影响球边界时, 该点为 日心轨道与火星中心轨道的拼接点, 双共切轨道运 动时  $V_T$ 与交会时刻火星飞行速度  $V_{CT}$ 共线、探测器 从火星影响球的前方进入,所以有:  $_{t_{\infty}}^{V} = V_{t,T} - V_{L}$ 

与地心段飞行轨道相似,确定双曲线飞行轨道 的瞄准参数 马求得双曲线轨道的偏心率 阜长半轴 а, 渐近线真近点角 €。和速度偏转角 & 由双曲线 轨道变为绕火星飞行的环绕轨道时, 需要沿探测器

$$\Delta \, \mathbf{y}_1 = \mathbf{y}_P - \sqrt{\mu_t / \mathbf{x}_P} \tag{7}$$

式中,學为火星双曲线轨道近心点的速度; 學为绕 飞轨道高度。

当日心轨道段为单共切椭圆时,火星探测器抵达火星影响球边界时, $V_T$ 和  $V_T$ 不共线,两者之间有夹角  $\Theta_T$  此时  $V_\infty$ 不与  $V_T$ 共线, $V_\infty$ 的方向可由矢量三角形确定、其大小为:

$$Y_{\infty} = \sqrt{Y_T + Y_{t,T}^2 - 2V_T V_{t,T} \cos \Theta_T}$$
 (8)

其他轨道参数和特征速度的计算方法与双共切 时相同。

#### 4.5 轨道设计结果

初始条件:假设设计的地心停泊圆轨道高度为 200 km,火星中心段绕飞圆轨道高度 500 km,日心段选择单共切转移方式时转移角度设为 120°。按照轨道设计步骤,分别设计出日心单共切和双共切转移轨道情况下的三段轨道。以日心段为例,双共切和单共切转移方式结果见表 1。由设计结果可知,采用双共切转移轨道时,消耗能量小,但飞行时间长。且如果在双共切转移方式时地心段的特征速度基础上,增加很小的速度增量,就可以将日心段的双共切轨道段变为单共切轨道,使日心段飞行时间大大缩短。由表 1知,增加的速度增量仅为 0.364 741 45 km/,5但飞行时间节省了约 108.6天,大大缩短了飞行时间<sup>14</sup>。

表 1 日心段轨道设计结果

双共切	单共切
1. 887 876 28×10 <sup>11</sup>	2 128 490 30× 10 <sup>11</sup>
0 207 289 83	0 296 901 32
2 236 838 55× 10 <sup>7</sup>	1. 298 417 $47 \times 10^7$
3. 272 181 02× 10 <sup>4</sup>	3. 391 446 86× 10 <sup>4</sup>
2 148 523 97× 10 <sup>4</sup>	$2\ 326\ 133\ 80\times 10^4$
0. 773 315 25	0. 719 681 37
	1. 887 876 $28 \times 10^{11}$ 0. 207 289 83 2. 236 838 $55 \times 10^{7}$ 3. 272 181 $02 \times 10^{4}$ 2. 148 523 $97 \times 10^{4}$

## 5 飞行轨道仿真结果及分析

根据基本假设,每一段飞行轨道模型简化为限制性二体问题。根据轨道设计结果和限制性二体动力学模型,选择 2009年日心单共切和双共切轨道的发射窗口,由 JIP星历查找发射时间地球和火星的初始位置,采用变步长 Runge-Kutta方法 [5] 求解无摄动时探测器地心、日心和火星中心段的飞行轨道,得到双共切和单共切两种方式的各段飞行轨道,部分计算结果见图,在图 4 Academic Journal Electronic Publ

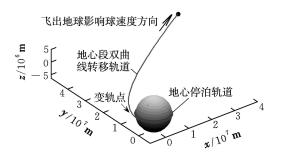


图 1 双共切时地心段飞行轨道

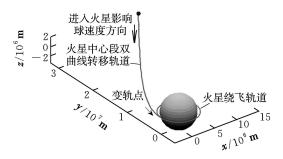


图 2 双共切时火星中心段飞行轨道

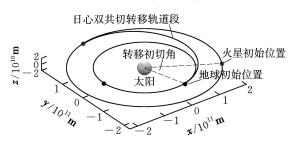


图 3 双共切时日心段飞行轨道

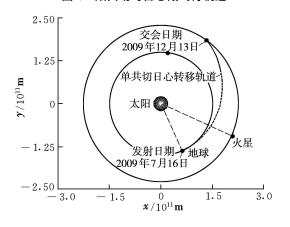


图 4 单共切时发射窗口及交会日期

从探测器无摄飞行轨道仿真结果可知: 在地心段, 探测器从地心圆形停泊轨道经轨道机动, 经双曲线转移轨道飞出地球影响球, 进入日心段飞行轨道, 沿日心椭圆转移轨道(双共切和单共切)飞向火星; 进入火星影响球后, 沿双曲线转移轨道飞近火星中心, 到达绕飞高度后, 经再次轨道机动变为火星中心绕飞轨道。因此, 不考虑摄动时, 探测器可以按照第4节设计的两种轨道和变轨策略, 按地球中心、太阳

中心和火星中心三段轨道到达火星并成为火星的绕飞卫星。根据基本假设,变轨发动机按脉冲模式工作,本文不考虑其对轨道影响<sup>[6]</sup>。

### 6 结束语

通过仿真表明,本文的研究完成了从地球发射探测器到达火星的初步轨道设计,但行星际深空探测理论是非常复杂的,需要进一步根据实际情况进行轨道修正、制导、导航及控制等技术的进一步研究。

#### 参考文献:

[1] And rey B Ş Gerald C Ş Ross A C Interplanetary Mission

- Design H and book [ M]. Cali formia Jet Propuls on Laborator, 1998–1-10
- [2] 李济生. 人造卫星精密轨道确定[M]. 北京. 解放军出版社, 1995, 37-39
- [3] Richard H. B. An Introduction to the Mathematics and Methods of Astrodynamics [M]. New York American Institute of Aeronautics and Astronautics 1999, 419-467.
- [4] Paul D W, Robert D Mission Design Options for Human Missions J. MARS 2007 3 12-18
- [5] Kathiyn C B Fuel Optimal Mars Transfer Trajectories[D]. Hoston Texas Rice University 2004
- [6] 朱隆魁,汤国建,吴瑞林,等.脉冲推力矢量控制方法及对导弹弹道的影响[J.飞行力学,2008,26(1):56-59

### Flight Orbit Design of Rover to the Mars

YN Dawei WEN Yuan lan LIU Feng LIAO Ying (College of Aerospace and Materia | Engineering NUDT Changsha410073, China)

Abstract. This paper designed a flight orbit from the Earth to the Mars on the basis of some assumptions. The geocentric and he liocentric orbits, and the orbit around the Mars were preliminarily designed by the method of Patched Conic orbits, based on Hohmann and single cotangent he liocentric transfer orbits, and the differences were analyzed. The designed trajectory was simulated according to the dynamics model of restricted two body problem. The conclusion is that the Rover could arrive at the Mars, and then become a satellite of the Mars along the designed orbits.

Keywords orbit design Mars rover patched con c orbit Hohmann transfer

(编辑: 崔立峰)

(上接第 39页)

### Study of the Wing Shape of Flapping Wing MAV

GAO Guang lịn SONG Bị teng LIZhan ke

(School of Aeronautics Northwestern Polytechnical University Xi an 710072 China)

Abstract The study of the wing shape is one of important contents of the flapping wing MAV is aerodynamic design. Wing shape has a great effect on the aerodynamic characteristics together with structure form of the wing and the flapping rule. In this paper, we search the state points of design variables which are more uniform and can well reflect the system performance in state space based on an uniform design method and compute the aerodynamic characteristics by the strip theory, then establish the paper radio to aerodynamic characteristics and gained the establish the formula of lift coefficients.

Key words uniform experimental design response surface method taper ratio flapping frequency flapping angle

(编辑: 崔立峰)

(C)1994-2020 China Academic Journal Electronic Publishing House. All rights reserved. http://www.cnki.net