インパルス制御による円軌道上のフォーメーション

2010SE261 若園直志 2010SE262 鷲野友紀

指導教員:市川朗

1 はじめに

複数の人工衛星によるフォーメーションフライトによ り,高精度な観測や,種々のミッションが可能となる.飛行 中の人工衛星には、燃料が補給できないため、低燃費の運 用が必要となる。2007年に日本で打ち上げられたかぐや (SELENE) がフォーメーションフライトの例として挙げ られる.かぐやは主衛星としておきな (OKINA)・おうな (OUNA)と呼ばれる従衛星と共にフォーメーションフラ イトを行い、月の地表や、元素・鉱物組成の調査を行った. 本研究では,フォーメーションフライトで一般的に用いら れているパルス制御ではなく、インパルス制御を用いる. パルス制御とは、一定時間に入力を与える離散時間型の制 御方法で、インパルス制御とは、瞬間的に入力を与える離散 時間型の制御方法である.研究課題として、燃料消費と比 例関係にある総速度変化 (ΔV) を抑えた制御を行うことに より、燃費の向上を目指す.連続時間型のフィードバック 制御を比較対象とし、インパルス制御と燃料消費の観点か ら比較を行う.

2 相対問題の方程式

半径 R₀の円軌道上の主衛星とその近傍の従衛星の相対 運動を考えるため,主衛星の重心を原点とする図1の回転 座標系 o - {*i*,*j*,*k*} を考える.



このとき相対位置ベクトルをr = xi + yj + zkとすると、運動方程式より、

$$\begin{aligned} \ddot{x} &= 2n\dot{y} + n^{2}(R_{0} + x) - \frac{\mu}{R^{3}}(R_{0} + x) + u_{x} \\ \ddot{y} &= -2n\dot{x} + n^{2}y - \frac{\mu}{R^{3}}y + u_{y} \\ \ddot{z} &= -\frac{\mu}{R^{3}}z + u_{z} \end{aligned}$$
(1)

が得られる. ここで、 $u = [u_x \ u_y \ u_z]^T$ は従衛星に働く加 速度、 $R = [(R_0 + x)^2 + y^2 + z^2]^{\frac{1}{2}}$ である. (1) を原点 x = y = z = 0で線形化すると,

$$\begin{aligned} \ddot{x} - 2n\dot{y} - 3n^2x &= u_x \\ \ddot{y} + 2n\dot{x} &= u_y \\ \ddot{z} + n^2z &= u_z \end{aligned} \tag{2}$$

が得られる.(2)は HCW 方程式と呼ばれる [1],[2]. HCW 方程式の状態方程式は,

$$\dot{\boldsymbol{x}} = A\boldsymbol{x} + B\boldsymbol{u}, \boldsymbol{x}(0) = \boldsymbol{x_0} \tag{3}$$

ここで

$$A = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 & 0 & 0 \\ 3n^2 & 0 & 0 & 2n & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -2n & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 0 & 0 & -n^2 & 0 \end{bmatrix}, B = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{bmatrix}$$

である. 軌道面内と軌道面外の解は独立している. 加速度 を $u = [0 \ 0 \ 0]^T$ とし, 面内の初期値を $x_{0in} = [x_0 \ y_0 \ \dot{x_0} \ \dot{y_0}]^T$ とすると面内運動の解は,

$$\begin{aligned} x(t) &= 4x_0 + 2\dot{y_0}/n - (3x_0 + 2\dot{y_0}/n)\cos nt \\ &+ (\dot{x_0}/n)\sin nt \\ y(t) &= y_0 - 2\dot{x_0}/n + (2\dot{x_0}/n)\cos nt \\ &+ (6x_0 + 4\dot{y_0}/n)\sin nt - (6nx_0 + 3\dot{y_0})t \\ \dot{x}(t) &= \dot{x_0}\cos nt + (3nx_0 + 2\dot{y_0})\sin nt \\ \dot{y}(t) &= (6nx_0 + 4\dot{y_0})\cos nt \\ &- 2\dot{x_0}\sin nt - (6nx_0 + 3\dot{y_0}) \end{aligned}$$
(4)

で与えられる.面外の初期値を $x_{0out} = [z_0 \ \dot{z_0}]^T$ とする面 外運動の解は、

$$z(t) = z_0 \cos nt + (\dot{z_0}/n) \sin nt$$

$$\dot{z}(t) = -nz_0 \sin nt + \dot{z_0} \cos nt$$
(5)

*ある. (4), (5) の式をハラメータ表現すると

$$x(t) = 2c + a\cos(nt + \alpha)$$

$$y(t) = d - 3nct - 2a\sin(nt + \alpha)$$

$$z(t) = b\cos(nt + \beta)$$
(6)

となる.ここで,

 $a = [(3x_0 + 2\dot{y_0}/n)^2 + (\dot{x_0}/n)^2]^{\frac{1}{2}}, \quad b = [z_0^2 + (\dot{z_0}/n)^2]^{\frac{1}{2}}$ $c = 2x_0 + \dot{y_0}/n, \quad d = y_0 - 2\dot{x_0}/n$ $\sin \alpha = -\dot{x_0}/na, \quad \sin \beta = -\dot{z_0}/nb$ $\cos \alpha = -(3x_0 + 2\dot{y_0}/n)/a, \quad \cos \beta = z_0/b$

である.

面内運動は $c = 2x_0 + \dot{y}_0/n = 0$ を満たすとき周期解となり、この条件を CW 条件と呼ぶ.フォーメーションフライトでは従衛星をこの周期解にのせる.

本章ではインパルスについて説明する.状態方程式,

$$\dot{\boldsymbol{x}} = A\boldsymbol{x} + B\boldsymbol{u}, \boldsymbol{x}(0) = \boldsymbol{x}_0$$

を解くと,

$$\boldsymbol{x}(t) = e^{At}\boldsymbol{x}_0 + \int_0^t e^{A(t-r)} B\boldsymbol{u}(r) dr \tag{7}$$

となる. (7) を用いて, 時間 τ においてインパルス入力 u_{τ} を入れたときの応答を求めるために, パルス応答を考える. 区間 $[\tau, \tau + h]$ において一定入力 $\frac{u_{\tau}}{h}$ を与えたときの応答 は,

 $t < \tau$ のとき,

$$\boldsymbol{x}(t) = e^{At} \boldsymbol{x}_0$$

 $t > \tau + h \mathcal{O} \mathcal{E}\mathfrak{F},$

$$\boldsymbol{x}(t) = e^{At}\boldsymbol{x}_0 + e^{At}\frac{1}{h}\int_{\tau}^{\tau+h} e^{-Ar}B\boldsymbol{u}_{\tau}dr \qquad (8)$$

となる. 区間 $[\tau, \tau + h]$ での入力の積分は一定値 u_{τ} となる. ここで $h \ge 0$ に近づけたときの極限を,時間 τ におけるインパルス u_{τ} の応答と呼ぶ. (8) より, インパルス入力を加えたときの応答は,

$$\boldsymbol{x}(t) = e^{At}\boldsymbol{x}_0 + e^{At}e^{-A\tau}B\boldsymbol{u}_{\tau}$$
$$= e^{At}\boldsymbol{x}_0 + e^{A(t-\tau)}B\boldsymbol{u}_{\tau}$$
(9)

である.次に一定時間ごとにインパルスを入力する.時間 $k\tau$ にインパルス入力 u_{k-1} を加えるとし, $x_k = x(k\tau+)$ とおく. (9)を用いて,

$$\boldsymbol{x}_1 = \boldsymbol{x}(\tau +) = e^{A\tau} \boldsymbol{x}_0 + B \boldsymbol{u}_0$$
$$\boldsymbol{x}_{k+1} = e^{A\tau} \boldsymbol{x}_k + B \boldsymbol{u}_k \tag{10}$$

となる.本研究では,1周期に λ 回のインパルス入力を考える.周期をTとおくと $\tau = \frac{T}{\lambda}$ となる. $A_d = e^{A\frac{T}{\lambda}}$ とおくと (10)は,

$$\boldsymbol{x}_{k+1} = A_d \boldsymbol{x}_k + B \boldsymbol{u}_k \tag{11}$$

であり、入力を加えた直後の状態を表す漸化式が得られる.

4 最適レギュレータ

最適レギュレータでは,以下のシステムと評価関数を考 える.

$$\boldsymbol{x}_{k+1} = A_d \boldsymbol{x}_k + B \boldsymbol{u}_k, \qquad \boldsymbol{x}(0) = \boldsymbol{x}_0$$

$$J(\boldsymbol{u};\boldsymbol{x}_0) = \sum_{k=0}^{\infty} [\boldsymbol{x}^T(k)Q\boldsymbol{x}(k) + \boldsymbol{u}^T(k)R\boldsymbol{u}(k)] \quad (12)$$

(12) を最小にする u(k) は, 離散時間リッカチ代数方程式,

$$X = Q + A_d^T X A_d - A_d^T X B (R + B^T X B)^{-1} B^T X A_d$$

を用いて, $\boldsymbol{u}_k = -K\boldsymbol{x}_k$ となる [3]. ここで K は,

$$K = (R + B^T X B)^{-1} B^T X A_d$$

目標軌道の自由運動,目標軌道の初期値を xf0 とすると,

$$\boldsymbol{x_{f_{k+1}}} = A_d \boldsymbol{x_{f_k}}, \qquad \boldsymbol{x_f}(0) = \boldsymbol{x_{f_0}} \tag{13}$$

となり、(11) を用いて (13) への移行を考える. 誤差を $e_k = x_k - x_{f_k}$ とすると、

$$\boldsymbol{e}_{k+1} = A_d \boldsymbol{e}_k - B \boldsymbol{u}_k, \qquad \boldsymbol{x}(0) = \boldsymbol{x}_0 \tag{14}$$

となる. ここで $u_k = -Ke_k$ を用いることにより, 誤差 e_k は 0 に収束し, 目標の軌跡に追従する.

5 シミュレーションの準備

本研究では (1), (2) を軌道半径 R_0 および円軌道の 角速度 n を用いて無次元化する. ここで $n = \sqrt{\mu/R_0^3}$ である. また時間 t を $\sigma = t/(1/n)$ とおき, $(\overline{x}, \overline{y}, \overline{z}) = (x/R_0, y/R_0, z/R_0), (\overline{u}_x, \overline{u}_y, \overline{u}_z) = (1/R_0 n^2)(u_x, u_y, u_z)$ とすると, 状態方程式は

$$\overline{\boldsymbol{x}}' = \overline{A}\overline{\boldsymbol{x}} + B\overline{\boldsymbol{u}}, \qquad \overline{\boldsymbol{x}}(0) = \overline{\boldsymbol{x}}_0$$

	г0	0	1	0	0	0 -
$\overline{A} =$	0	0	0	1	0	0
	3	0	0	2	0	0
	0	0	-2	0	0	0
	0	0	0	0	0	1
	L 0	0	0	0	$^{-1}$	0 _

と表すことができ、(11) より、 $\overline{A}_d = e^{\overline{A}\frac{2\pi}{\lambda}}$ であり、

$$\overline{\boldsymbol{x}}_{k+1} = \overline{A}_d \overline{\boldsymbol{x}_k} + B \overline{\boldsymbol{u}}_k$$

となる.

6 シミュレーション

6.1 総速度変化

本研究では、従衛星の初期値を x_{s0} =[0.01 0 0 -0.02 0.01 0]^T, 目標軌道の初期値を x_{f_0} =[0.005 0 0 -0.01 0.005 0]^T と設定した.本節では ΔV の変化を見るため、インパルス 入力回数を 1 周期に 4 回とする.

最適レギュレータによって設計された制御系を評価する方法として, 燃料消費と比例関係にある ΔV と収束するまでの時間, 整定時間 ST を用いる.本研究では, 整定時間は,制御軌道と目標軌道の誤差が 10^{-4} 以下になる時間とする.総速度変化 ΔV を面内運動 ΔV_{in} , 面外運動 ΔV_{out} に分けて表すと,

$$\Delta V_{in} = \sum_{k=1}^{ST} \overline{u}_{ink} \qquad \overline{u}_{in} = \sqrt{\overline{u}_x^2 + \overline{u}_y^2}$$
$$\Delta V_{out} = \sum_{k=1}^{ST} |\overline{u}_{zk}|$$

となる. ΔV の変化をみるため, 今回最適レギュレータで 用いた重み行列 Q を $Q = 10I_6$ で固定し, 重み行列 R を $R = 10^r I_3$ の r を変化させる. このときの ΔV のグラフを 図 2 に表す.



図2 rの変化に伴うインパルス制御の ΔV の推移

図 2 より, r の増加に伴って操作量が制限され, ΔV_{in} を抑えて、燃料の消費を抑えていることが分かる. 一方, ΔV_{out} の変化は小さい. これは面外運動がrに依存せず、 早く収束してしまうからだと考えられる. 次に, rの変化に 伴う整定時間の推移を図 3 に表す.



図3 rの変化に伴う整定時間の推移

図3より, r の増加, つまり燃料の消費を抑えることにより, 収束する時間は長くなることが分かる.

6.2 入力回数

本章では, 最も ΔV を抑えられる入力回数を探す.入力 回数を1から10回まで変化させたグラフと値を図4と表 1に表す.



図 4 入力回数の変化による ΔV の推移

表1 入力回数の変化による ΔV

回数	4	5	6	7	8	9	10
ΔV	0.019	0.021	0.027	0.035	0.042	0.052	0.064

1,2回の入力は可制御ではなくなる.3回の場合は収束するが、目標軌道の内側を通過し、 ΔV の値が大きくなるため除外した.5回以上の入力を行っていくと徐々に ΔV が上がっていってしまうため、数値的にも4回が最も優れているということが確認できた.

6.3 重み行列

前節で求めた入力回数を用いて、より燃料消費を抑える ため、 ΔV を抑える重み行列を探す、入力に対する重み行列 $R \in R = 10^{r}I_{3}$ とし、 $r \in -1$ から2まで変化させつつ、 状態に対する重み行列 Qを

	г1	0	0	0	0	0 -
$Q = 10 \times$	0	1	0	0	0	0
	0	0	p	0	0	0
	0	0	0	p	0	0
	0	0	0	0	1	0
		0	0	0	0	p

とし, 速度成分の p を変化させていく.

Qを変化させたときに、各値がRの範囲で最も ΔV を抑 えた値と整定時間のグラフを図 5 と図 6 に表す.





図 5 と図 6 の結果より, ΔV を抑え, なおかつ整定時間 も短くする値は, p = 0.07 であり, r は r = 2 である. ま た, このときの ΔV は 3.70×10^{-3} で, 整定時間は 33.76 で あった. この重み行列を用いて, 連続時間型フィードバック 制御との比較を行う.

7 連続時間型フィードバック制御との比較

本節ではインパルス制御と,連続時間型フィードバック 制御を比較する.対等な条件下で比較するため,インパル ス制御の時と同様,連続時間型フィードバック制御に対し ても,ノルムを抑えつつ,整定時間も考慮した重み行列 Q を探す.

Qを変化させたときに、各値がRの範囲で最も L_1 ノル ムを抑えた値と整定時間をとったグラフを図7と図8に 表す.



図7 Q を変化させた時の L₁ ノルムのグラフ



図8 Qを変化させた時の整定時間のグラフ

図 7, 図 8 より, L_1 ノルムを抑えつつ, 整定時間を短く する p は p = 0.52 で r は r = 2 である. また, このときの L_1 ノルムは 4.80×10^{-3} で, 整定時間は 18.06 であった. 以上の値を元に, インパルス制御と連続時間型フィード バック制御の性能を比較した結果, インパルス制御の方が 燃料消費を抑えられることが分かった. また最後に収束周 期を 5 周期以内と設定し, $\Delta V \ge L_1$ ノルムの比較を行っ た. 横軸を整定時間, 縦軸を $\Delta V \ge L_1$ ノルムとしたグラ フと収束周期を 5 周期以内としたときの値を図 9 と表 2 に 示す.



表2 インパルス制御と連続型制御の比較

名称	面内	面外	整定時間	
インパルス	3.70×10^{-3}	4.88×10^{-3}	30.63	
連続型制御	4.80×10^{-3}	6.17×10^{-3}	18.06	

表2より, 整定時間5周期以内で最も $\Delta V, L_1$ ノルムを抑えたものを比べると, インパルス制御の方が燃料消費を抑えられることが表2からも分かる. 仮に整定時間を短くすることを目的とするならば, 連続型制御の方が優れていると考えられる.

8 おわりに

インパルス制御によるフォーメーションについて研究を 行った.フォーメーションフライトは現在,高精度な観測 を行えるという利点から,徐々に宇宙活動の際に用いられ 始めている手法の一つである.そのため研究題材として 扱った.連続時間型フィードバック制御,インパルス制御 それぞれに燃料消費を抑えるために適した重み行列 Q を 設定した.それにより,両制御が燃料消費を限りなく抑え られるような条件でシミュレーションを行った結果,燃料 消費を抑えられる制御は,インパルス制御であるというこ とが分かった.

参考文献

- M.Shibata and A.Ichikawa:Orbital Rendezvous and Flyaround Based on Null controllability with Vanishing Energy, Journal of Guidance, Control, and Dynamics, Vol.30,No.4,pp.934-945,2007.
- [2] B.Wie:Space Vehicle Dynamics and Control, AIAA Education Series, Reston, Virginia, 1998.
- [3] Arnold, W.F.,III and A.J. Laub:Generalized Eigenproblem Algorithms and Software for Algebrai Riccati Equations, Proc. IEEE, 72(1984), pp.1746-1754.