出力レギュレーションによるアクティブフォーメーション

2009SE032 後久慎治 2009SE205 西尾壤

指導教員:市川 朗

1 はじめに

人工衛星は現在の生活に欠かせない通信,測位,地球観 測などで運用されているとともに,将来の宇宙開発や技 術開発を促進するために惑星探査衛星,技術試験衛星など 様々な衛星が開発,運用されている.それぞれの人工衛星 にはそれぞれの軌道があり,楕円軌道,双曲線軌道などが ある.もしこれらの軌道上で衛星に故障が起きた場合,故 障した衛星を修復するために,この衛星を目標として別の 宇宙機を接近させなければならないこともある.本研究で は,円軌道上の主衛星に対して,出力レギュレーション理論 を用い,従衛星を周期の短い目標相対軌道に乗せるフィー ドバックを設計する.また,角速度を大きくしていったと きの変化を考察する.ここでの評価関数は燃料消費を表す 総速度変化とする.

2 相対運動の方程式

半径 R_0 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



図1 円軌道上の主衛星

と、ニュートンの運動方程式を変形しそれぞれ *i*, *j*, *k* について係数比較すると

$$\ddot{x} = 2n\dot{y} + n^{2}(R_{0} + x) - \frac{\mu}{R^{3}}(R_{0} + x) + u_{x},$$

$$\ddot{y} = -2n\dot{x} + n^{2}y - \frac{\mu}{R^{3}}y + u_{y},$$

$$\ddot{z} = -\frac{\mu}{R^{3}}z + u_{z}$$
 (1)

となる. ここで $[u_x u_y u_z]^T = u$ は従衛星に働く推力, $R = [(R_0 + x)^2 + y^2 + z^2]^{1/2}$ である. この方程式を原点 x = y = z = 0で線形化すると

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

が得られる. この方程式は *Hill-Clohessy-Wiltshire*(*HCW*) 方程式とよばれる [1],[2],[3]. 推力をu = 0,初期値を $[x_0 y_0 \dot{x}_0 \dot{y}_0]^T$ とする軌道面内運動の解は

$$\begin{aligned} x(t) &= 4x_0 + \frac{2\dot{y}_0}{n} - \frac{3x_0 + 2\dot{y}_0}{n} \cos nt + \frac{\dot{x}_0}{n} \sin nt, \\ y(t) &= y_0 - \frac{2\dot{x}_0}{n} + \frac{2\dot{x}_0}{n} \cos nt + \frac{6x_0 + 4\dot{y}_0}{n} \sin nt \\ &- (6nx_0 + 3\dot{y}_0)t, \end{aligned}$$
(3)

 $\dot{x}(t) = \dot{x}_0 \cos nt + (3nx_0 + 2\dot{y}_0)\sin nt,$

 $\dot{y}(t) = (6nx_0 + 4\dot{y}_0)\cos nt - 2\dot{x}_0\sin nt - (6nx_0 + 3\dot{y}_0)$

となる.また,初期値を $[z_0 \dot{z}_0]^T$ とする軌道面外運動の解は

$$z(t) = z_0 \cos nt + \frac{\dot{z}_0}{n} \sin nt,$$

$$\dot{z}(t) = -nz_0 \sin nt + \dot{z}_0 \cos nt$$
(4)

となる. これは周期解となる. 上で求めた解 (3),(4) をパ ラメータ表現すると

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

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

$$z(t) = b\cos(nt + \beta)$$
(5)

なる.ここで

$$a = \left[\left(\frac{3x_0 + 2\dot{y}_0}{n} \right)^2 + \left(\frac{\dot{x}_0}{n} \right)^2 \right]^{\frac{1}{2}}, \ c = 2x_0 + \frac{\dot{y}_0}{n},$$

$$d = y_0 - \frac{2\dot{x}_0}{n}, \ \sin \alpha = -\frac{\dot{x}_0}{na},$$

$$\cos \alpha = -\frac{3x_0 + 2\dot{y}_0}{na}, \ b = [z_0^2 + \left(\frac{\dot{z}_0}{n} \right)^2]^{\frac{1}{2}},$$

$$\cos \beta = \frac{z_0}{b}, \ \sin \beta = -\frac{\dot{z}_0}{nb}$$
(6)

である. 面内運動は $c = 2x_0 + \frac{y_0}{n} = 0$ のとき周期解となり, この条件を CW 条件という. $x = (x, y, \dot{x}, \dot{y}, z, \dot{z})$ とおくと式 (2) の状態方程式は

$$\dot{\boldsymbol{x}} = A\boldsymbol{x} + B\boldsymbol{u}, \ \boldsymbol{x}(0) = \boldsymbol{x}_0 \tag{7}$$

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

パラメータ $(a, c, d, \alpha; b, \beta)$ により表される状態方程式 (7) の解を $\gamma^{H} = (a, c, d, \alpha; b, \beta)$ と表す.c = 0 のときこの解

は周期軌道となり $\gamma^{H} = (a, d; b)$ と表す. フィードバック 制御による通常のフォーメーション形成問題とは, 状態方 程式 (7) の解を与えられた周期軌道 $\gamma_{f}^{H} = (a_{f}, d_{f}; b_{f})$ に 漸近的に追従させることである. このときの評価関数は, 制御に使う推力の絶対積分であり, これは消費燃料に比例 する.

3 出力レギュレーション理論を用いたフィー ドバックの設計

状態方程式(7)を無次元化するときのシステムを考える. 軌道面内運動のシステムは

$$\dot{\boldsymbol{x}} = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \\ 3 & 0 & 0 & 2 \\ 0 & 0 & -2 & 0 \end{bmatrix} \boldsymbol{x} + \begin{bmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \\ 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{bmatrix} \boldsymbol{u}$$

また,軌道面外運動のシステムは

$$\dot{\boldsymbol{x}} = \left[egin{array}{cc} 0 & 1 \ -1 & 0 \end{array}
ight] \boldsymbol{x} + \left[egin{array}{cc} 0 \ 1 \end{array}
ight] \boldsymbol{u}$$

である. 軌道面内運動のシステムにおいて可制御性行列 M_c は $rankM_c = 4$ であり可制御である. 同様に, 軌道面 外運動においても $rankM_c = 2$ となり可制御である. 以下の一般的システムを考える.

$$\dot{\boldsymbol{x}} = A\boldsymbol{x} + B_1\boldsymbol{w} + B_2\boldsymbol{u},$$

$$\boldsymbol{z} = C_1\boldsymbol{x} + D_1\boldsymbol{w} + D_2\boldsymbol{u}$$
(8)

上の *u* は入力,*z* は評価用出力,*w* は外生信号で,反安定の 外部システムによって生成される.外部システムを

 $\dot{\boldsymbol{w}} = S \boldsymbol{w}$

とおくと、上の式の S は S の固有値がすべて 0 以上のと き反安定である. 出力レギュレーション問題は、ある外生 信号に対し、制御対象のシステムの出力を漸近的に追従す る追従制御であり、評価用出力を 0 に収束させる問題であ る. この場合, 任意のx(0), w(0) に対して, $z \in 0$ に収束さ せる. この問題が解けるための必要十分条件は、2 つの行 列 P_1, P_2 が存在し、次の等式を満たすことである [4].

$$AP_1 - P_1S + B_1 + B_2P_2 = 0,$$

$$C_1P_1 + D_1 + D_2P_2 = 0$$
(9)

この時 $u = Kx + (P_1 - KP_2)w$ により出力レギュレー ションが達成される.ここで,K は A + BK が安定となる フィードバックゲインである.

軌道面内運動では (x,y) はそれぞれ $w_1 = (acos\omega t, -2asin\omega t)$ を目標軌道とする追従問題について考える. ここで a は任意の正数である. このとき

$$B_1 = D_2 = 0, \quad C_1 = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \end{bmatrix}, \quad D_1 = -\begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{bmatrix} \quad \boldsymbol{w}(0) = \begin{bmatrix} a \\ 0 \\ a_1 \\ 0 \end{bmatrix}, \quad S = \begin{bmatrix} 0 & 2 \\ -2\omega & 0 \\ 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{bmatrix}$$

とすればよい. このとき

となり、この S_1 を用いるとレギュレーター方程式(9)の 解は

$$P_{11} = \begin{bmatrix} 1 & 0\\ 0 & 1\\ 0 & \frac{\omega}{2}\\ -2\omega & 0 \end{bmatrix},$$
 (11)

$$P_{21} = \begin{bmatrix} -3 + 4\omega - \omega^2 & 0\\ 0 & \omega - \omega^2 \end{bmatrix}$$
(12)

となる. 次に, 軌道面外運動について考える. 軌道面外運 動では z は $w_2 = (a_1 cos \omega t, -a_1 \omega sin \omega t)$ を目標軌道とす る追従問題として考える. ここで a_1 は任意の正数である. このとき

$$B_1 = D_2 = 0, \quad C_1 = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \end{bmatrix}, D_1 = -\begin{bmatrix} 1 & 0 \end{bmatrix}$$
とすればよい. このとき

となり、これを用いるとレギュレーター方程式 (9) の解は

$$P_{12} = \left[\begin{array}{cc} 1 & 0\\ 0 & 1 \end{array} \right] \tag{14}$$

$$P_{22} = \left[\begin{array}{cc} -\omega^2 + 1 & 0 \end{array} \right] \tag{15}$$

となる. $\boldsymbol{x} = [x \ y \ \dot{x} \ \dot{y} \ z \ \dot{z}]^T, \boldsymbol{u} = [u_x \ u_y \ u_z]^T$ とおくと状 態方程式 (7) を無次元化したシステムは, 円軌道の半径お よびその角速度を用いて

$$\dot{\boldsymbol{x}} = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 & 0 & 0 \\ 3 & 0 & 0 & 2 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -2 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 & -1 & 0 \end{bmatrix} \boldsymbol{x} + \begin{bmatrix} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \boldsymbol{u}, \ \boldsymbol{x}(0) = \boldsymbol{x}_0$$

ΓΩ

ω

0

0

0

0

0

1

となる. このとき **w**(0) は **w**₁(0) と **w**₂(0), また S は式 (10),(13) により

 $\begin{bmatrix} a \end{bmatrix}$

となり、レギュレーター方程式 (9) の解は式 (11),(14) と (12),(15) によって

$$P_1 = \left[\begin{array}{cccc} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & \frac{\omega}{2} & 0 & 0 \\ -2\omega & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{array} \right],$$

$$P_2 = \begin{bmatrix} -3 + 4\omega - \omega^2 & 0 & 0 & 0\\ 0 & \omega - \omega^2 & 0 & 0\\ 0 & 0 & -\omega^2 + 1 & 0 \end{bmatrix}$$

となる.状態フィードバックゲインはリッカチ方程式

$$A^{T}X + XA + Q - XBR^{-1}B^{T}X = 0 (16)$$

の解を用いて

$$K = R^{-1}B^T X$$

とする.また,出力レギュレーションのフィードバックは

$$\boldsymbol{u} = K\boldsymbol{x} + (P_2 - KP_1)\boldsymbol{w} \tag{17}$$

となる.

4 シミュレーション

第2章の HCW 方程式を用いた通常のフォーメーション形成問題によって得られた衛星の軌道のシミュレーションを行う. 式 (16)の重み Q,R は Q = I,R = I(I = 単位行列)とおく. このときの制御軌道の初期値は, $[x y \dot{x} \dot{y} z \dot{z}]^T = [0.0001 \ 0 \ 0 \ -0.0002 \ 0.00005 \ 0]$ とし,目標軌道を初期軌道の $\frac{1}{2}$ 倍の軌道とし,5周期以内に収束させる. 目標軌道の初期値は, $[x y \dot{x} \dot{y} z \dot{z}]^T = [0.00005 \ 0 \ 0 \ -0.0001 \ 0.000025 \ 0]$ とする. 地球の半径を6387Km,主衛星の地球の中心からの距離を6787Km とする. 主衛星と従衛星の距離は,制御軌道,目標軌道それぞれの初期値に6787Kmを掛けた値となる. したがって,初期軌道では,x = 0.6787Km,y = 0, z = 0.3362Km となる.

通常のフォーメーション形成問題によって得られた衛 星の軌道は図2となる.図の破線は初期軌道で,実線は制 御軌道で,点線は目標軌道である.



図 2 3D モーション



 $\boxtimes 3 \ x \succeq x_f$

通常のフォーメーション形成問題の x 座標の制御軌道 と目標軌道 x_f の時間変化を描いた結果は図 3 のようになる. 図上の破線が制御軌道,実線が目標軌道である. 無次 元化により,軌道の周期は 2π となる.

次に第3章の出力レギュレーション理論によって得ら れたフィードバックを用い,衛星の軌道のシミュレーショ ンを行う.式(16)の重みQ,RはQ = I, R = I(I = 単位行列)とおく.このときの制御軌道の初期値と目標軌道の 初期値は,通常のフォーメーション形成問題のシミュレー ションと同じ値とし、また5周期以内に収束させる.

第3章で求めた S, P_1, P_2 の式に $\omega = 1$ を代入すると, 衛星の軌道は図4のようになる.



図4 $\omega = 1$ のときの 3D モーション

 $\omega = 1 \text{ o } x \text{ 座標}$ の制御軌道と目標軌道 w1 の時間変化 を描いた結果は図 5 のようになる. この図から x 座標は



図5 xとw1のグラフ

周期 2π の軌道を描くことが分かる.また y 座標,z 座標の 軌道の周期も 2π となる.よって,出力レギュレーション 理論を使い,通常のフォーメーション形成問題と同じ軌道 を描くことができる.

 $\omega = 2$ のときの x 座標の制御軌道と目標軌道 w2の時間変化を描いた結果は図 6 のようになる.



 $\boxtimes 6 x \geq w1$

図 5,図 6 より,目標軌道の周期は ^{2π}/₃ となり,制御軌道 はそれに追従するので,出力レギュレーション理論を用い ると,周期の短い目標相対軌道に乗せることができる.

5 1 周期の燃料消費

次に ω の値を変えた時の1周期にかかる L_1 ノルムの 値を調べる.このとき目標軌道と制御軌道は同じ軌道上 を動いている.

このときの制御軌道の初期値は, $[x \ y \ \dot{x} \ \dot{y} \ z \ \dot{z}]^T = [0.00005 \ 0 \ 0 \ - 0.0001 * \omega \ 0.000025 \ 0] となる.$

 $\omega = 2$ のとき, 衛星の軌道は図 7 のようになる.



図7 $\omega = 2 \mathcal{O} 3D$ モーション

図7から,目標軌道と制御軌道は同じ軌道上にあること が分かる.

 $\omega = 2$ のときの L_1 ノルムは、図 8 のようになる.



図8 $\omega = 2$ のときの L_1 ノルム

図8はrの値によらず一定の値をとる. 出力レギュレーションのフィードバックである

$$\boldsymbol{u} = K\boldsymbol{x} + (P_2 - KP_1)\boldsymbol{w} \tag{18}$$

を変形して

$$\boldsymbol{u} = K(\boldsymbol{x} - P_1 \boldsymbol{w}) + P_2 \boldsymbol{w} \tag{19}$$

とする. この1周期の L_1 ノルムを求めるシミュレーショ ンでは,目標軌道と制御軌道は同じ軌道に乗っている. よっ て,式 (19)の $x - P_1w = 0$ となり, P_2w だけが残るの で,rの値によらず一定の値をとる.

 $\omega = 1$ から $\omega = 5$ に対する L_1 ノルムの値は次の表のようになる.

ω	1	2	3	4	5
L1 ノルム	0	0.000859	0.00239	0.00491	0.00840
L1 ノルム (m/s)	0	0.0682	0.189	0.389	0.667

表1 $\omega \ge L_1$ ノルム

6 おわりに

円軌道上の主衛星に対して,出力レギュレーション理論 を用い,従衛星を周期の短い目標相対軌道に乗せるフィー ドバックを設計することができた.また通常のフォーメー ション形成問題と同じ軌道を描くことができる.またωの 値を大きくしていくと,衛星の周期は短くなっていく.さ らにωの値を大きくすればするほど,主衛星の総速度変化 の値が大きくなり,より燃料を消費することがわかった. この研究により,円軌道上にある衛星や宇宙機などの衝突 を回避したり,宇宙機同士を接近させることができる.

参考文献

- A. Ichikawa: Recent Developments in Formation Flying, Lecture Notes ver.1, 2010.
- [2] 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.
- [3] B. Wie: Space Vehicle Dynamics and Control, AIAA Education Series, Reston, Virginia, 1998.
- [4] Saberi, A., Stoorvogel, A.A., and Sannuti, P.S., "Control of Linear Systems with Regulation and Input Constraints," Springer, 2000.