свойств область "грубости" системы расширяется; повышение же жесткостных свойств системы наоборот эту область сужает.

В известной степени фрагменты областей D<sub>р</sub> являются робастным D-разбиением для системы (1), являющимся не только двумерной областью устойчивости системы, но и областью реализации заданных динамических свойств /6/.

Список литературы

1. Андронов А.А., Понтрягин Л.С. Грубые системы //Докл. АН СССР. 1937. т.14. N5. С.247-251.

2. Харитонов В.Л. Асиптотическая устойчивость семейства систем линейных дифференциальных уравнений // Дифференц. уравнения. 1978. т.14. №11. С. 2086-2089.

З. Поляк Б.Т., Цынкин Я.З. Робастная устойчивость линейных дискретных систем //Докл. АН СССР. 1991. т.316. N4. С. 842-846.

4. Джури Э.И. Робастность дискретных систем //АиТ. 1990. N5. С. 3-28.

5. Титов Б.А., Сычев В.В. Применение метода ФП-матриц при модальном формировании проектных параметров упругих космических аппаратов //Труды XXVI Чтений, посвященных разработке научного наследия и развитию идей К.Э.Циолковского. Секция "Проблемы ракетной и косми ческой техники". М.: ИИЕТ АН СССР. 1991. С. 19-21.

6. Петров Н.П., Поляк Б.Т. Робастное D-разбиение // АиТ. 1991. N11. C. 41-53.

УДК 629.76:78.02

Б.А.Титов, Ван Тянь-шу

## АЛГОРИТМ УПРАВЛЕНИЯ КОСМИЧЕСКИМ АППАРАТОМ С УПРУГИМИ ПАНЕЛЯМИ СОЛНЕЧНЫХ БАТАРЕИ

Динамика движения упругого космического аппарата (КА) относительно центра масс в предположении о малости угловых скоростей движения и упругих перемещений точек конструкции может быть описана в классе конечно-мерных стационарных систем вида / 1 /

 $\bar{X}(t) = A\bar{X}(t) + B\bar{U}(t)$ , (1) где матрицы A и B определяют соответственно собственную динамику системы и структуру ее входного устройства, а векторы  $\bar{X}(t)$  и  $\bar{U}(t)$  – соответственно состояние системы и управление. Если для (1) Rank(B;AB; ...;A<sup>n-1</sup>B]=n, то всегда можно найти такую стационарную линейную обратную связь по состоянию (ЛОСС)  $\bar{U}$ =-K $\bar{X}(t)$ , что характеристический полином системы (1) будет совпадать с заданным полиномом  $\mathcal{H}(S)$ , определяющим требуемые динамические свойства: det(sE-A+BK)= $\mathcal{H}(S)$ .

В представленной редакции управление U(t) насывается модальным /2/. Возможности модального управления упругим КА реализуются в полной мере линь в том случае, если весь вектор состояния X(t) является измеримым. На практике это весьма проблематично, особенно, если размерность X(t) за счет большого числа учтенных мод колебаний велика. Кроме того, анализ показывает, что не все моды колебаний в одинаковой мере влияют на динамические свойства аппарата. Например,если упругий КА схематизирован в виде центрального абсолютно жесткого тела и ряда упругоприсоединенных на периферии элементов конструкции, то каждый элемент будет вносить свой вклад в общую картину движения аппарата пропорционально своей модальной массе и коэффициенту инерционной связи. Отсюда следует, что модальное управление упругим КА может быть организовано не по всем составляющим вектора состояния, а только по доминирующим. Выделение доминирующих мод колебаний представляет собой некоторую новую задачу в проблеме модального управления упругим КА. В общей постановке идея использования минимальных затрат ресурсов измерений и управлений была впервые выдвинута А.М.Летовым и получила название "задачи о структуре минимальных полей управления"/3/.

Определим минимальное поле управления в задаче модального управления упругим КА как совокупность полюсов системы (1), не входящую в область гарантированного качества /4/ и некомпенсированную нулями.

Выделение доминирующих мод можно осуществить на основе анализа спектра полюсов и нулей системы (1) и ее реакции на эталонное воздействие. При этом факт компенсации полюсов нулями проверяется по неравенству  $|S_1 \cdot S_3| \leq \delta |S_1| = \delta |S_1|$ ,  $1 - \overline{1, n}$ ,  $J = \overline{1, n-1}$ , где  $S_1, S_4^{\circ}$  - соответственству и нули системы, а  $\delta$  - норма компенсации.

116

Рассмотрим далее процедуру определения скалярного модального управления упругим КА на минимальном поле управлений. Представим (1) в канонической форме, используя канонизирующую матрицу вида

$$P = [\overline{B}; A\overline{B}; \dots; A^{n-1}\overline{B}] [\overline{B}; A\overline{B}; \dots A^{n-1}\overline{B}]^{-1}.$$
(2)

Здесь матрица А является сопровождающей для характеристического полинома  $\phi_{\mathtt{A}}(S)$  матрицы А

$$\hat{A} = \begin{bmatrix} 0 & 1 & 0 & \dots & 0 \\ 0 & 0 & 1 & \dots & 0 \\ \dots & \dots & \dots & \dots & \dots \\ -\alpha_{n} & -\alpha_{n-2} & \dots & -\alpha_{n} \end{bmatrix}, \quad (3)$$

где ал, 1-1,п коэффициенты этого полинома, а вектор-столбец Б = [0,0,...,1].

Если систему (A,b) замкнуть скалярной ЛОСС, то в результате будем иметь

$$A - \overline{D} \overline{K} = A .$$
 (4)

Здесь матрица A\* имеет также каноничаский вид (3), но является сопровождающей для потребного характеристического полинома

$$\varphi_{\mathbf{A}^{m}}(\mathbf{S}) = \mathbf{S}^{m} + \gamma_{1} \mathbf{S}^{m-1} + \gamma_{\mathbf{z}} \mathbf{S}^{m-2} + \dots + \gamma_{m-1} \mathbf{S} + \gamma_{m} .$$

Из приравнивания элементов нижних строк матриц А - Б К и А получим соотношения для определения матрицы ЛОСС:

$$K_{n-1+1} = \gamma_1 - \alpha_1 , \qquad 1 = \overline{1, n}$$
(5)

Полученное модальное управление определено в каноническом базисе системы, поэтому чтобы получить управление в исходном базисе, результат необходимо справа умножить на канонизирующую матрицу Р:

$$U(t) = -\overline{K}^{T} P \overline{X}(t).$$
(6)

Разработанный алгоритм иллюстрируется на примере управления упругим КА с двумя панелями солнечных батарей.

Уравнения движения аппарата в этом случае (канал рыскания) имеют вид

$$J_{\mathbf{x}} \overset{\mathbb{P}}{\Psi} + \sum_{\mathbf{k}=1}^{\mathbf{n}} \sum_{\mathbf{k}=1}^{\mathbf{n}} (\mathbf{r} \mathbf{a}_{\mathbf{k}}^{\mathbf{n}} + \mathbf{b}_{\mathbf{k}}^{\mathbf{n}}) \overset{\mathbf{n}_{\mathbf{k}}}{\mathbf{q}_{\mathbf{k}}} = M_{\mathbf{x}} ,$$

$$\prod_{\mathbf{k}=1}^{\mathbf{n}} \left[ \begin{array}{c} \mathbf{u}_{\mathbf{k}}^{\mathbf{n}} + \overset{\mathbf{n}}{\delta_{\mathbf{k}}} \overset{\mathbf{n}}{\mathbf{\eta}_{\mathbf{k}}} + (\omega_{\mathbf{k}}^{\mathbf{n}}) \overset{\mathbb{P}}{\mathbf{q}_{\mathbf{k}}} \right] + (\mathbf{r} \mathbf{a}_{\mathbf{k}}^{\mathbf{n}} + \mathbf{b}_{\mathbf{k}}^{\mathbf{n}}) \overset{\mathbb{P}}{\Psi} = 0 , \ \mathbf{n} = \overline{\mathbf{1}, \mathbf{N}}$$

$$(7)$$

Здесь J<sub>ж</sub> - момент инерции КА относительно оси ОХ;  $\psi$  - угол рыскания; q<sub>к</sub> - обобщенная координата, характеризующая упругие колебания к-той панели солнечных батарей (ПСЕ) по n-ной моде;  $\mu_{\mathbf{k}}$ ,  $\delta_{\mathbf{k}}$ ,  $\omega_{\mathbf{k}}$  - соответственно модальная масса, логарифмический декремент и собственная частота колебаний ПСБ;  $a_{\mathbf{k}}^{n}$  и  $b_{\mathbf{k}}^{n}$ -коэффициенты инерционных связей.

Введем обозначения:

 $A_{\mathbf{k}}^{n} = \mathbf{r} a_{\mathbf{k}}^{n+1} \mathbf{b}_{\mathbf{k}}^{n}; \quad B_{\mathbf{k}}^{n} = \mathbf{\mu}_{\mathbf{k}}^{n} \mathbf{\delta}_{\mathbf{k}}^{n-1} \mathbf{u}_{\mathbf{k}}^{n}; \quad C_{\mathbf{k}}^{n} = \mathbf{\mu}_{\mathbf{k}}^{n} (\mathbf{\omega}_{\mathbf{k}}^{n})^{2};$ 

а численные значения параметров представим в таблице.

n		1	2	1	2
k		1	1	2	2
М	КГ	34.04	38.95	35.70	39.91
В	кг/с	0.217	0.514	0.214	0.498
С	кг/с	36.82	204.49	35.40	191.82
A	кгм	230.096	-111.797	243.893	-114.718

Анализ системы (7) дает следующие спектры полюсов и нулей: полюса нули S<sub>1,2</sub>=±0.00432+0.00000, S<sub>3,4</sub>=-0.10778±5.99429, S<sub>1,2</sub>=-0.10850±6.03906, S<sub>5,6</sub>=-0.18715±8.00840, S<sub>3,4</sub>=-0.25700±14.29769, S<sub>7,6</sub>=-0.25349±14.04411, S<sub>5,6</sub>=-0.10700±5.94908, S<sub>9,10</sub>=-0.33616±15.76796, S<sub>7,6</sub>=-0.24900±13.84778.

Отсюда видно, что первая пара вещественных полюсов соответствует движению упругого КА как твердого тела (она отлична от нуля в силу погрешностей вычислительной процедуры), а вторая и четвертая пара полюсов компенсируется при б = 0.1 третьей и второй парами нулей. Полагая в качестве границы ОГК значения  $\eta$  = -0.5, примем на основе вышесказанного минимальное поле управления в виде: S<sub>5.6</sub>=-0.58715+8.00840; S<sub>P,10</sub>=-0.53616±15.76796. Тогда матрица скалярного модального управле-\_\_\_\_\_\_\_\_\_ ния К\_\_\_будет равна:

K = [ -87.56; -258.05; 363.09; 75.29; -75.68; 256.75; 258.76; 16.11 ]

Результаты расчета переходных процессов  $\hat{\psi}(t)$  при M<sub>x</sub>=209.6 нм в системе (7) определили длительность управляемого модальным регулятором переходного процесса в 4.49 с против 13.20 с в неуправляемом переходном процессе.

Список литературы

1. Титов Б.А., Сычев В.В. Модальное формирование требуемых динамических свойств упругого КА //Труды XXIV чтений, посвященных разработке научного наследия и развития идей К.Э.Циолковского. Секция "Проблемы ракетной и космической техники". - М.:ИЛЕТ АН СССР, 1990. -С. 97-103.

Кузовков Н.Т. Модальное управление и наблюдающие устройства.
 М.: Машиностроение, 1976. - 183 с.

З. Летов А.М. Математическая теория процессов управления. - М.: Наука, 1981. - 255 с.

4. Титов Б.А., Горелова О.И. Совершенствование динамических свойств упругого КА посредством модального управления //Труды XV научных чтений по космонавтике, посвященных памяти академика С.П.Королева и других советских ученых – пионеров освоения космического пространства. – М.: ИИЕТ АН СССР, 1991. – С. 48-52.

УДК 629.7.OI5

Е.А.Филиппов

## ПРИМЕНЕНИЕ МОДИФИЦИРОВАННОГО МЕТОДА ПОСЛЕДОВАТЕЛЬНОЙ ЛИНЕАРИЗАЦИИ В ЗАДАЧАХ УПРАВЛЕНИЯ КОМБИНИРОВАННЫМ МАНЕВРОМ ПОВОРОТА ПЛОСКОСТИ ОРЕИТЫ

I. Рассматривается маневр поворота плоскости орбиты аэрокосмического аппарата, находящегося на низкой околоземной орбите. Траектория