адк 629.78

рефелов Д.И.

моделирование развертывания тросовой системы и движения легкой капсулы с тросом на внеатмосферном участке спуска с орбиты

В настоящее время в космонавтике существует большое количество разпообразных проектов использования тросовых систем для различных целей. Несколько таких проектов уже были успешно реализованы: TSS-1 (1992). TSS-1R (1996), TiPS (1995). ATEx (1998), SEDS-1 and SEDS-2. Такие системы имеют большие динамические возможности и разнообразные приложения [1,2].

Рассматривается задача моделирования развертывания и движения кансулы вместе с тросом на внеатмосферном участке спуска с орбиты Земли в рамках совместного российскосвропейского проекта YES2. Спуск происходит с высоты 300 км, и моделирование производится до плотных слоев атмосферы (до высоты порядка 100 км).

Первоначально капсула закреплена на космическом ашарате (КА) «Фотон-М». В начаљный момент времени капсула и КА составляют единую систему, и развертывание связки представляет собой процесс перевода КА и капсулы в состояние, когда они находятся на некотором расстоянии друг от друга (около 30 км), оставаясь соединенными тросом. Механизм отделения сообщает капсуле начальную скорость 2 м/с, паправленную по локальной геовертикали к Земле. Развертывание происходит под действием гравитационных сил без использования реактивных двигателей. После достижения заданной длины трос фиксируется, и капсула на тросе некоторос время совершает маятниковое движение. Рассмагривается вариант спуска, когда при прохождении гросовой системой локальной геовертикали трос обрезается около КА и капсула вместе с тросом движется по направлению к Земле.

Уравнения движения записаны в геоцентрической неподвижной системе координат. Тросовая система рассматривается как система N материальных точек. Первая из них соотвстствует КА, последняя – возвращаемой капсуле, а остальные точки представляют собой цепочку частиц, связанных между собой вязкоупругими связями, моделирующими гибкий трос. Параметры частиц и вязкоупругой связи выбираются соответствующими эквивалентному элементу троса. На все элементы системы действуют гравитационные (модель цептрального поля притяжения Земли), аэродинамические, упругие и диссинативные силы. Такой мегод представления распределенных систем широко используется при а лировании, поскольку оп представляет собой простой способ создания физически реалис ного движения в самых различных сигуациях. Несмотря на то, что в реальности массая распределена по его объему, часто бывает возможным моделировать движение тела, расс ривая его как набор точек с массой. Хотя взаимодействие между отдельными движущих точками может быть и очень сложным, но во многих случаях его можно приблизительно сапо простыми механическими связями. Таким образом, модель представляет собой от гибкую гехнику моделирования [4].

Рассматриваемая система характеризуется следующими нараметрами: максималь длина гроса 30000 м, диаметр троса 0.0006 м, масса троса 5 кг, модуль Юнга 1.2*1010 масса КА 7250 кг. масса кансулы 18 кг. характериая площадь КА 10 м², характериая пловкансулы 0.8 м2.

Движение гросовой системы описывается системой уравнений

$$y'(t) = f(y) \tag{1}$$

с начальными услониями $\mathbf{y}(t_0) - \mathbf{y}_0$, гле $\mathbf{y} = \begin{bmatrix} \mathbf{r} \\ \mathbf{v} \end{bmatrix}$, $\mathbf{r} = \begin{bmatrix} \mathbf{r}_1 & \mathbf{r}_2 & \cdots & \mathbf{r}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{r}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{r}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{r}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{r}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{r}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{r}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{r}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{r}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_3 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_4 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_5 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & r_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & r_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & r_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & r_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & r_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & \cdots & r_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_1 & \mathbf{v}_1 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_1 & \mathbf{v}_1 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_1 & \mathbf{v}_1 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_1 & \mathbf{v}_1 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_1 = \begin{bmatrix} r_1 & r_1 & \mathbf{v}_1 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, $\mathbf{v}_2 = \begin{bmatrix} r_1 & r_1 & \mathbf{v}_1 & \cdots & \mathbf{v}_N \end{bmatrix}^T$, \mathbf

На движущуюся по орбите тросовую систему действует много сил. В их число вхол гравитационное взаимодействие системы с Землей, Солнцем, Луной и планетами Солнечво системы; давление солнечного издучения; сопротивление агмосферы. Кроме того, в систем существует взаимодействие между се элементами. При моделирования рассматривались во более значимые из факторов, влияющих на движение. Суммарная сила, действующая на точку, формируется следующим образом:

$$\mathbf{F}_{1} = \mathbf{F}_{\mathbf{G}_{1}} + \mathbf{F}_{\mathbf{S}_{1}} = \mathbf{I}_{1} + \mathbf{F}_{\mathbf{D}_{1}}$$
(2)

Опишем каждую из ее составляющих подробнее. \mathbf{F}_{G_i} – сила притяжения, действующая а іно точку со стороны Земли. Если m_E –маеса Земли, γ – гравитационная постоянная, то олучим: $\mathbf{F}_{G_i} = -m_E \cdot \gamma \cdot m_I \frac{\mathbf{r}_i}{R_i^3}$, $R_I = (r_{II}^2 + r_{IJ}^2 + r_{IZ}^2)^{\frac{1}{2}}$.

Силы, действующие со стороны Солнца, Луны и планет, очень малы и не оказывают инияния на траекторию спуска. Эти силы не учитываются и при развертывании, поскольку премя развертывания составляет всего несколько часов.

F_{S1} – сила сопротивления атмосферы. Для ее вычисления используется модель свободномолскулярного течения. Она предполагает ударное взаимолействие набегающего потока с поверхностью обтекаемого тела. Сила принимается пропорциональной плотности атмосферы:

$$\mathbf{F}_{\mathbf{5}\mathbf{i}} = -\frac{p_i \cdot C_i}{2} \cdot S_i \cdot \mathcal{V}_i \cdot \begin{vmatrix} \mathbf{v}_{\alpha} \\ \mathbf{v}_{\alpha} \\ \mathbf{v}_{\alpha} \end{vmatrix}, \quad \mathcal{V}_i = -\mathbf{v}_{\alpha}^2 + \mathbf{v}_{0}^2 + \mathbf{v}_{iz}^2$$

где C_i – коэффициент аэродинамического сопротивления i-го элемента системы, S_i – характерная площаль элемента, ρ_i – плотность атмосферы на высоте i-го элемента. Плотность атмосферы вычисляется на основании данных NASA, доступных по адресу http://nssdc.gsfc.nasa.gov/space/model/models/msis.html. Информация об атмосфере представлена в виде таблицы и поэтому для получения плотности атмосферы на заданной высоте используется линейная интерполяция.

Т_і – силы упругости, действующие на і-ю точку со стороны точек i+1 и i-1. Полагая, что силы упругости действуют по закону Гука, получаем, что на i-ю частицу со стороны i+1-й частицы действует сила.

$$\mathbf{F}_{\mathbf{T}\mathbf{i}} = \begin{cases} \left| \mathbf{L}_{i} \right| \geq L_{0}, -k \cdot \frac{\left(\mathbf{L}_{i} \right| - L_{0} \right)}{L_{0}} \frac{\mathbf{I}_{i}}{\left| \mathbf{L}_{i} \right|}, & \mathbf{I}_{i} = \begin{bmatrix} \mathbf{r}_{i+1}, -\mathbf{r}_{i}, \\ \mathbf{r}_{i+1}, -\mathbf{r}_{i}, \\ \mathbf{r}_{i+1}, -\mathbf{r}_{i} \end{bmatrix} \\ \left| \mathbf{L}_{i} \right| \leq L_{0}, 0 \end{cases}$$
(3)

В формуле (3) $k = E \cdot A$ – коэффициент жесткости, Е – модуль Юнга, А – площадь поперечного сечения троса, L_{an} – длина нерастянутого троса.

При $|L_j| < L_0$ сила $\mathbb{F}_{T_i} = 0$, так как в реальности элемент тросовой системы практически не оказывает сопротивления сжатию. Используя (3), получим:

$$\mathbf{T}_i = \begin{cases} i = \mathbf{I}_i - \mathbf{F}_{\mathbf{T}_i} \\ i = 2, N - 1, \mathbf{F}_{\mathbf{T}_i = 1} - \mathbf{F}_{\mathbf{T}_i} \\ i = N, \mathbf{F}_{\mathbf{T}N} \end{cases}$$

При развертывании тросовой системы управление осуществляется с помощью м инзма, регулирующего натяжение и скорость развертывания путем намотки троса на ва модели механизм управления представлен дополнительной силой \mathbf{F}_{jnp} , которая соответс ст силе натяжения, возникающей при намотке троса на вал. Управляющая сила добавляется действующим силам в векторе F, и в уравнении (2) к F₁ добавляется \mathbf{F}_{jnp} , которая рассча валась но формуле:

$$F_{pop} = \begin{cases} T_0 e^{pop} + \rho v^2 (e^{pop} - 1) + e^{pop} \\ T_0, npu \ \varphi = 0 \end{cases} \begin{pmatrix} \int_0^{\varphi} \rho a_x R & H^2 + (Rx + 2b)^2 \\ 0 & (Rx + 2b) \end{cases} e^{-po} dx \quad npu \ \varphi > 0, \tag{4}$$

гле μ коэффициент трения, ρ — инотность троса, ϕ угол охвата, $v_{x}a_{x}$ – соответствен скорость и ускорение движения троса но цилиндрическому валу механизма унравления р пертыванием, R раднуе этого вала. Н высота механизма унравления, b проекция участ троса между валом и выходом из устройства на иноскость, перпендикулярную валу. Вели на T_{0} – это некоторая, малая по абсолютной величине константа, характеризующая силы т ния, действующие на трос ло его понадания на вал управляющего механизма.

В качестве закона управления для силы **F**_{ущ} в литературе встречаются различныел нейные и нелипейные соотношения, а которых управляющая сила зависит от скорости р вертывания. В данной работе угол поворота управляющего вала задавался таблично на ос вании данных Delta-Utec (Пидерланды).

F_{D1} сила демифирования, действующая между частицами і и і+1. Эта сила обуст лена тем, что трос не является полностью эластичным. Это приводит к тому, что часть это гии гросовой системы расссивается и огносительная скорость движения точек уменьшает Сила демифирования **D**₁ вычислявась но формулс:

$$\mathbf{D}_{i} := -k_{ij} \cdot \frac{\left(\mathbf{v}_{iij} - \mathbf{v}_{j}\right) \cdot \mathbf{L}_{j}}{\mathbf{L}_{j}} \cdot \frac{\mathbf{L}_{i}}{\mathbf{L}_{j}}$$

где $\mathbf{v}_{i+1}, \mathbf{v}_i$ = соответственно скорости точек i+1 и i, k_i коэффициент демифирования.

Тогда

$$\mathbf{F}_{\mathbf{D}\mathbf{i}} = \begin{cases} i = 1, \, \mathbf{D}_1 \\ i = 2, \, N - \mathbf{I}, \, \mathbf{D}_{1+1} = \mathbf{D}_1 \\ i = N, - \, \mathbf{D}_{N-1} \end{cases}$$

Описанная система обыкновенных дифференциальных уравнений (ОДУ) вешается инсленно. К сожалению, явные методы решения ОДУ ведут себя неустойчиво. В поисках наилучшего метода решения проводился выбор между методом Розсиброка и мегодом дифференцирования назад (МДН). Метод Розенброка основан на методах Рунге-Кутты и вместо пешения систем нелинейных уравнений требует только одного решения системы линейных уравнений на каждом этапе. С другой стороны, для методов с высоким порядком точности число необходимых решений систем уравнений возрастает. Другим недостатком этого метода является то, что он проявляет неустойчивость при увеличении шага интегрирования. Все то приводит к необходимости использования МДН для решения системы (1). Он являются устойчивыми при значительно больших шагах интегрирования и, кроме того, требуст решения только одной нелинейной системы на каждом шаге. Однако возникает проблема, характерная для многошаговых методов и состоящая в том, что предыдущие точки трасктории используются, чтобы найти последующие, которые могут радикальным образом измениться в результате действия внешних сил. Это приводит к использованию МДН первого порядка, которые не зависят от предыдущих значений, как, например, это делается в работе [4]. Окончательно для моделирования был выбран МДН второго порядка точности, опирающийся только на одно предыдущее значение, что явилось некоторым компромиссным решением.

Для решения системы в этом мстоде использовался метод минимизации общей невязки, который относится к классу методов подпространств Крылова [5].

На рис. 1 представлены результаты моделирования первого этана развертывания тросовой системы (6000 секунд). На графиках показана зависимость длины троса и расстояния между первым и последним элементом. Горизонгальные участки соответствуют периодам, когда длина троса не изменяется. Эго объясняется тем, что расстояние между первой и последней точками меньше длины гроса. Капсула поднимается вверх под действием сил натяжения, трос провисает и размотка троса останавливается. Подъем капсулы на этом этапе может достигать 25 метров.



Рис 1 - Изменение длина троса при развертывании тросовой системы (-- ллина выпущенного гроса, --- расстояние между кансулой и КА)

БИБЛИОГРАФИЧЕСКИЙ СНИСОК

1 Белецкий В.В., Левин Е.М. Динамика космических тросовых систем. – М.: Наука, 1990.

 Иванов В.А., Сигарский Ю.С. Динамика полета системы гибко связанных космичест объектов. М.: Машиностроение, 1986.

3. Щедров В.С. Основы механики гибкой нити. -- Л.: Машгиз, 1961.

4. Michael Kass. An Introduction to Physically Based Modeling, 1997.

5. Saad Y. Iterative Methods for Sparse I inear Systems, 2nd edition, SIAM, 2003.

6. Hairer E., Wanner G. Solving ordinary differential equations. 2nd edition, Springer-Verla Berlin, 1996.