

Dynamika satelity telekomunikacyjnego. Wprowadzenie do Symbolic Math Toolbox w Matlabie.*

Krzysztof Arent[†]

1 Wprowadzenie

Celem ćwiczenia jest nabycie podstawowych umiejętności w zakresie modelowania i analizy systemów mechanicznych ze szczególnym uwzględnieniem stabilności punktu równowagi systemu. Ćwiczenie jest oparte na zadaniu *Satellite Dynamics* z [1]. W założeniu należy je zrealizować na dwa sposoby. Najpierw w sposób tradycyjny, gdzie obliczenia symboliczne przeprowadzane są ręcznie, na kartce papieru, a badania symulacyjne są realizowane w oparciu o elementarne funkcje środowiska Matlab/Simulink. Następnie przy użyciu *Symbolic Math Toolbox* i pewnych zaawansowanych funkcji Matlab.

2 Czynności wstępne

Rozpakuj archiwum `zadanie_3.zip`, załączone do ćwiczenia, gdzieś w kartotece `~/matlab`. Utworzona kartoteka `zadanie_3` zawiera dwa m-pliki:

- `dynamikaSatelity1.m`
- `dynamikaSatelity2.m`

Sprawdź, że obydwie powyższe m-pliki są skryptami wykonywalnymi w środowisku Matlab.

3 Dynamika satelity telekomunikacyjnego: podejście tradycyjne

Przeczytaj uważnie tekst zadania *Dynamika satelity telekomunikacyjnego* (ang. *Satellite Dynamics* [1]). Wykonaj wszystkie obliczenia wymagane w rozdziałach 2÷6 (polskiego tłumaczenia) ręcznie, na papierze. W szczególności,

1. wyprowadź równania dynamiki satelity telekomunikacyjnego (5) and (7) na gruncie równań Eulera-Lagrange'a;
2. wykaż, że $R^3\Omega^2 = k$;

*Ćwiczenie laboratoryjne do kursu Teoria sterowania (W12AIR-SM0007, W12AIR-SM0723).
© K.Arent, 2023. Wszelkie prawa zastrzeżone.

[†]Katedra Cybernetyki i Robotyki, Wydział Elektroniki, Fotoniki i Mikrosystemów, Politechnika Wrocławska

3. przekształć równania dynamiki satelity telekomuniacyjnego do postaci równań ze zmiennymi stanu;
4. sprawdź, że $x(t) = [R \ 0 \ 0 \ 0]^T$ i $\dot{x}(t) = \left[\sqrt[3]{\frac{k}{(\Omega+\Delta)^2}} \ 0 \ \Delta t \ \Delta \right]^T$ są rozwiązaniami równań dynamiki ze zmiennymi stanu satelity telekomunikacyjnego i wyjaśnij co z tego wynika dla stabilności punktu równowagi;
5. wyprowadź przybliżenie liniowe równań dynamiki ze zmiennymi stanu satelity telekomunikacyjnego w punkcie równowagi i wyjaśnij, czy na jego podstawie można uzyskać jakieś rozstrzygnięcie dla stabilności punktu równowagi satelity.

Zaimplementuj uzyskane w wyniku obliczeń równania dynamiki ze zmiennymi stanu satelity telekomunikacyjnego oraz ich przybliżenie liniowe w Matlabie/Simulinku. Wcześniej wspomniany plik `dynamikaSatelity1.m` może posłużyć jako załączek, choć nie jest to obligatoryjne.

4 Satelita telekomunikacyjny: podejście z zastosowaniem systemu algebry komputerowej

Zadanie *Dynamika satelity telekomunikacyjnego* zostanie wykonane ponownie ale tym razem z użyciem *Symbolic Math Toolbox* Matlabu. W tym celu posłużymy się m-plikiem `dynamikaSatelity2.m`, którego listing jest zamieszczony poniżej. Na ten etap ćwiczenia składają się z dwie części:

1. szybkiego wprowadzenia do *Symbolic Math Toolbox*,
2. badań symulacyjnych.

4.1 Szybkie wprowadzenie do *Symbolic Math Toolbox*

Tradycyjne (ręczne, na kartce papieru) techniki wyprowadzania równań dynamiki są efektywne jedynie w prostych przypadkach. W przypadku systemów złożonych uzasadnione jest użycie systemu algebry komputerowej (ang. Symbolic Algebra Systems). Przykładem takiego systemu jest *Symbolic Math Toolbox*.

1. Przeczytaj uważnie kod `dynamikaSatelity2.m` i spróbuj zrozumieć znaczenie poszczególnych jego fragmentów.
2. Posługując się funkcją `help` Matlabu pozyskaj podstawowe informacje na temat funkcji *Symbolic Math Toolbox* użytych w rozważanym kodzie:
 - `syms, sym, double;`
 - `diff;`
 - `subs, simplify, solve;`
 - `jacobian;`
 - `matlabFunction.`
3. Uruchom `dynamikaSatelity2.m` w Matlabie. Porównaj wyniki obliczeń pośrednich, przechowywanych w przestrzeni roboczej Matlabu, z wynikami obliczeń ręcznych z rozdziału 3. W szczególności, przeanalizuj zgodność wyników z tymi przechowywanymi przez zmienne zmienne:

- L, eqn1, EQN1, eqn2, EQN2;
- f
- JA, JB, SA, SB, A, B,

Oceń czy kod z dynamikaSatelity2.m może być łatwo rozwinięty dla bardzo złożonych systemów dynamicznych, w celu wyprowadzenia równań dynamiki dla tych systemów, badania ich własności czy do ich analizy symulacyjnej.

```

1 %% A.4 DYNAMIKA SATELITY
2 clear all
3 close all
4
5 %% A.4.2 Modelowanie matematyczne
6 % konstruowanie (deklarowanie) zmiennych symbolicznych i funkcji symbolicznych
7 syms t r(t) th(t) phi(t) D2r D2phi x1 x2 x3 x4 ur uth dr dth R OMEGA DELTA M K
8
9 % definiowanie parametrow satelity
10 T=24*60*60; % s, okres obrotu Ziemi
11 m=2; % kg
12 k=4e14; % m^3/s^2
13 omega=2*pi/T; % rad/s
14 rR=(k/omega^2)^(1/3); % m, srednica orbity satelity
15
16 % energia kinetyczna i potencjalna satelity
17 PE=-(K*M)/r;
18 KE=sym(1)/2*M*(diff(r,t)^2 + r^2*diff(th,t)^2);
19
20 % funkcja Lagrange satelity
21 L=KE-PE;
22
23 % dynamika satelity wyrazona przez rownanie Eulera-Lagrange'a
24 D11 = diff(L, diff(r(t), t));
25 D21 = diff(L, r);
26 eqn1 = diff(D11, t) - D21 == ur+dr;
27 % wyrażenie zmiennej th przy użyciu zmiennej phi poprzez operacje
28 % podstawienia
29 EQN1 = subs(eqn1, th(t), phi(t)+OMEGA*t);
30
31 D12 = diff(L, diff(th(t), t));
32 D22 = diff(L, th);
33 eqn2 = diff(D12, t) - D22 == uth+dth;
34 % wyrażenie zmiennej th przy użyciu zmiennej phi poprzez operacje
35 % podstawienia
36 EQN2 = subs(eqn2, th(t), phi(t)+OMEGA*t);
37
38 % przekształcenie rownan dynamiki satelity do układu rownan ze zmiennymi stanu
39 %
40 % krok 1: w miejsce r, r', phi, phi' sa podstawiane x1, x2, x3, x4 w
41 % rownaniach EQN1 and EQN2. r'' i phi'' sa zastapione przez D2r i D2phi
42 % odpowiednio. Ostatnie podstawienie ma charakter techniczny i jest wykonane
43 % z uwagi na wymagania funkcji solve, uzytej ponizej
44 E1 = subs(EQN1, ...
45 {diff(r,t,t), diff(phi,t,t), diff(r,t), diff(phi,t), r(t), phi(t)}, ...

```

```

46     {D2r, D2phi, x2, x4, x1, x3});
47
48 E2 = subs(EQN2, ...
49     {diff(r,t,t), diff(phi,t,t), diff(r,t), diff(phi,t), r(t), phi(t)},...
50     {D2r, D2phi, x2, x4, x1, x3});
51
52 % krok 2: wyrażenie r'', phi'', reprezentowanych przez D2r i D2phi, przez
53 % zmienne stanu x1, x2, x3, x4
54 [F1, F2]=solve(E1, E2, D2r, D2phi);
55
56 % krok 3: uproszczenie wyrażeń otrzymanych w kroku 2
57 %
58 F1=simplify(F1);
59 F2=simplify(F2);
60
61 % krok 4 (dynamika satelity telekomunikacyjnego)
62 % x'=f(x,u)
63 % y=h(x,u)
64 % derivation of f and h:
65 f=[x2;F1;x4;F2];
66 h=[x1;x3];
67
68 %% A.4.3 analiza punktu równowagi
69 % weryfikacja wybranych rozwiązań układu równań satelity ze zmiennymi stanu
70
71 disp('A.4.3')
72
73 % x(t)=[R;0;0;0];
74 test1=simplify(diff([R;0;0;0],t)...
75     -subs(f,{x1,x2,x3,x4,ur,dr,uth,dth,K},...
76     {R,0,0,0,0,0,0,0,OMEGA^2*R^3}));
77 if all(test1==0)
78     disp('x(t)=[R;0;0;0] ...
79     .....jest rozwiązaniem układu równań ze zmiennymi stanu satelity');
80 end
81
82 % x(t)=[(K/(OMEGA+DELTA)^2)^(1/3);0;DELTA*t;diff(DELTA*t,t)];
83 test2=simplify(diff([(K/(OMEGA+DELTA)^2)^(1/3);0;DELTA*t;diff(DELTA*t,t)],t)...
84     -subs(f,{x1,x2,x3,x4,ur,dr,uth,dth},...
85     {(K/(OMEGA+DELTA)^2)^(1/3),0,DELTA*t,diff(DELTA*t,t),0,0,0,0}));
86 if all(test2==0)
87     disp('x(t)=[(K/(OMEGA+DELTA)^2)^(1/3);0;DELTA*t;diff(DELTA*t,t)] ...
88     .....jest rozwiązaniem układu równań ze zmiennymi stanu satelity');
89 end
90
91 %% A.4.4 Linearyzacja
92 % wyznaczenie macierzy A, B, C w przybliżeniu liniowym równania
93 % x'=f(x,u)
94 % y=h(x,u)
95 % w punkcie równowagi
96
97 % krok 1: wyliczanie jacobianów
98 JA=jacobian(f,[x1,x2,x3,x4]);

```



```

152 sLD = matlabFunction(sLDfl, 'Vars', {t, [x1;x2;x3;x4]});
153
154 % symulacja i kreslenie wykresow dla dynamiki satelity (sD)
155 [ts,ys] = ode45(sD,[0 T],x0);
156 figure(1)
157 subplot(2,1,1)
158 plot(ts,ys)
159 title("model nieliniowy")
160 xlabel("t[s]"), ylabel("x")
161 % symulacja i kreslenie wykresow dla aproksymacji liniowej dynamiki satelity (sLD)
162 [ts,ys] = ode45(sLD,[0 T],x0L);
163 subplot(2,1,2)
164 plot(ts,ys)
165 title("aproksymacja liniowa")
166 xlabel("t[s]"), ylabel("x")
167
168 % 1
169 % 1%—we zaburzenie  $r(0)$  wzgledem promienia orbity geostacjonarnej
170
171 % warunki poczatkowe (radialne zaklocenie jest niezmiennione)
172 x0=[rR*1.01;0;0;0];
173 x0L=x0-[rR;0;0;0];
174
175 % ZADANIE 1
176 % symulacja i kreslenie wykresow dla dynamiki satelity (sD)
177
178 % symulacja i kreslenie wykresow dla aproksymacji liniowej dynamiki satelity (sLD)
179
180
181
182 % 1%—we zaburzenie  $\phi(0)$  wzgledem pelnego obrotu Ziemi wzgledem swojej osi
183
184 % warunki poczatkowe (radialne zaklocenie jest niezmiennione)
185 x0=[rR;2*pi/100;0;0];
186 x0L=x0-[rR;0;0;0];
187
188 % ZADANIE 2
189 % symulacja i kreslenie wykresow dla dynamiki satelity (sD)
190
191 % symulacja i kreslenie wykresow dla aproksymacji liniowej dynamiki satelity (sLD)
192
193
194
195 % 2
196 % radialne zaklocenie skokowe o wartosci 5% grawitacyjnego przyciagania
197 % satelity przez ziemie
198
199 % warunki poczatkowe i radialne zaklocenie
200 dr1=@(t)(sign(t)+1)*m*9.81/2*0.05;
201 x0=[rR;0;0;0];
202 x0L=x0-[rR;0;0;0];
203
204 % ZADANIE 3

```

```

205 % tworzenie kodu dla dynamiki satelity (sD)
206 sDf= 0; %jest nieprawidlowo (zrobione w celu zapewnienia wykonywalnosci skryptu)
207 sD = 0; %jest nieprawidlowo
208 % tworzenie kodu dla aproksymacji liniowej dynamiki satelity (sLD)
209 sLDf= 0; %jest nieprawidlowo
210 sLD = 0; %jest nieprawidlowo
211
212 % symulacja i kreslenie wykresow dla dynamiki satelity (sD)
213
214 % symulacja i kreslenie wykresow dla aproksymacji liniowej dynamiki satelity (sLD)
215
216
217 % 3
218 % radialne zaklocenie o charakterze okresowym z amplituda rowna 5%
219 % grawitacyjnego przyciagania satelity przez Ziemię o okresie rownym okresowi
220 % obrotu Ziemi
221
222 % radialne zaklocenie (warunki poczatkowe sa niezmiennione)
223 dr2=@(t)cos(2*pi/T*t)*m*9.81*0.05;
224
225
226 % ZADANIE 4
227 % tworzenie kodu dla dynamiki satelity (sD)
228 sDf= 0; %jest nieprawidlowo (zrobione w celu zapewnienia wykonywalnosci skryptu)
229 sD = 0; %jest nieprawidlowo
230 % tworzenie kodu dla aproksymacji liniowej dynamiki satelity (sLD)
231 sLDf= 0; %jest nieprawidlowo
232 sLD = 0; %jest nieprawidlowo
233
234 % symulacja i kreslenie wykresow dla dynamiki satelity (sD)
235
236 % symulacja i kreslenie wykresow dla aproksymacji liniowej dynamiki satelity (sLD)

```

4.2 Badania symulacyjne

Przeanalizuj kod `dynamikaSatelity2.m` od linii 132 do 166. Użyj ten fragment jako wzór i na jego podstawie uzupełnij brakujące fragmenty w kodzie. Następnie przeprowadź badania symulacyjne zgodnie z wymogami rozdziału 6-go zadania *Dynamika satelity telekomunikacyjnego*. Sprawdź czy uzyskane wyniki są zgodne z wynikami uzyskanymi podczas realizacji zadań z rozdziału 3.

5 Sprawozdanie

Sprawozdanie powinno mieć formę archiwum `task_3.zip`, zawierającego:

- skany z kartek z wynikami obliczeń ręcznych, wykonywanych w ramach poleceń z rozdziału 3;
- m-pliki do badań symulacyjnych wymagane w rozdziale 3;
- uzupełniony plik `satelliteDynamics2.m` z kodem umożliwiającym badania symulacyjne w ramach rozdziału 4.

Literatura

- [1] J. W. Polderman and J. C. Willems. *Introduction to Mathematical Systems Theory. A Behavioral Approach*. Springer New York, NY, 1998.

Załącznik

W oryginalnej wersji ćwiczenia (zob. rozdział *Satellite Dynamics* w [1]) występuje kilka błędów typograficznych. W polskim tłumaczeniu zostały one poprawione. Poniżej zamieszczono wyrażenia, które są skorygowane i odróżniają polskie tłumaczenie od wersji oryginalnej

A.4.2, strona 392: energia potencjalna

$$P(r, \theta, \dot{r}, \dot{\theta}) = -\frac{km}{r} \quad (1)$$

A.4.2, strona 392: drugie równanie w (A.14)

$$\frac{d^2\theta}{dt} = -2\frac{\frac{dr}{dt}\frac{d\theta}{dt}}{r} + \frac{u_\theta}{mr^2} + \frac{d_\theta}{mr^2} \quad (2)$$

A.4.2, strona 392: drugie równanie w (A.15)

$$\frac{d^2\phi}{dt} = -2\frac{\frac{dr}{dt}\left(\frac{d\phi}{dt} + \Omega\right)}{r} + \frac{u_\theta}{mr^2} + \frac{d_\theta}{mr^2} \quad (3)$$

A.4.4, strona 394: dwie identyczne kolumny przy u_θ i d_θ

$$\begin{bmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ \frac{1}{mR^2} \end{bmatrix} \quad (4)$$