Zadání příkladů pro cvičení z předmětu Programování pro fyziky

Úloha č. 10 — 19. prosince 2020

Uvažujte čtyřhvězdu složenou ze čtyř hvězd s hmotností Slunce $(M_1 = M_2 = M_3 = M_4 = 1M_{\odot})$, která má v čase t = 0 následující polohy a rychlosti všech čtyř hvězd

Polohy jsou v jednotkách AU, rychlosti pak AU/rok. Napište program, který numericky řeší Newtonovy pohybové rovnice pro gravitační působení hvězd. Není rozumné přepočítávat rozměry a rychlosti do SI. Místo toho pracujte v jednotkách AU, rok a hmotnost slunce M_{\odot} a použijte gravitační konstantu s hodnotou

$$G = 4\pi^2 \left[\frac{\text{AU}^3}{\text{rok}^2 M_{\odot}} \right] .$$

Doporučuje se použít jako výchozí bod kód z webových stránek cvičení v Pascalu nebo C řešící problém jednoho tělesa (http://utf.mff.cuni.cz/~ledvinka). Po zkušenostech s minulých let zdůrazňuji, že problém představuje jednu soustavu obyčejných diferenciálních rovnic

$$\frac{d}{dt}\begin{pmatrix} \vec{r}_1 \\ \vec{r}_2 \\ \vec{r}_3 \\ \vec{r}_4 \\ \vec{v}_1 \\ \vec{v}_2 \\ \vec{v}_3 \\ \vec{v}_4 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \vec{v}_1 \\ \vec{v}_2 \\ \vec{r}_3 \\ \vec{r}_4 \\ GM_2 \frac{\vec{r}_2 - \vec{r}_1}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^3} + GM_3 \frac{\vec{r}_3 - \vec{r}_1}{|\vec{r}_3 - \vec{r}_1|^3} + GM_4 \frac{\vec{r}_4 - \vec{r}_1}{|\vec{r}_4 - \vec{r}_1|^3} \\ GM_1 \frac{\vec{r}_1 - \vec{r}_2}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_2|^3} + GM_3 \frac{\vec{r}_3 - \vec{r}_2}{|\vec{r}_3 - \vec{r}_2|^3} + GM_4 \frac{\vec{r}_4 - \vec{r}_1}{|\vec{r}_4 - \vec{r}_2|^3} \\ GM_1 \frac{\vec{r}_1 - \vec{r}_2}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_3|^3} + GM_2 \frac{\vec{r}_2 - \vec{r}_3}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_3|^3} + GM_4 \frac{\vec{r}_4 - \vec{r}_3}{|\vec{r}_4 - \vec{r}_3|^3} \\ GM_1 \frac{\vec{r}_1 - \vec{r}_3}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_4|^3} + GM_2 \frac{\vec{r}_2 - \vec{r}_3}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_4|^3} + GM_3 \frac{\vec{r}_3 - \vec{r}_4}{|\vec{r}_4 - \vec{r}_3|^3} \end{pmatrix}$$

a pokud používáte cokoli lepšího než Eulerovu metodu, je třeba tuto soustavu řešit jako jeden celek. Jako kontrolu je dobré sledovat, zda se zachovává celková energie systému

$$E = \frac{1}{2} M_1 |\vec{v}_1|^2 + \frac{1}{2} M_2 |\vec{v}_2|^2 + \frac{1}{2} M_3 |\vec{v}_3|^2 + \frac{1}{2} M_4 |\vec{v}_4|^2 - \frac{G M_1 M_2}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_2|} - \frac{G M_1 M_3}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_3|} - \frac{G M_1 M_4}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_4|} - \frac{G M_2 M_3}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_3|} - \frac{G M_2 M_4}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_4|} - \frac{G M_3 M_4}{|\vec{r}_3 - \vec{r}_4|}.$$

Zadání

Program nechť vypíše pro t=0..10 tabulku hodnot $t,x_1,y_1,x_2,y_2,x_3,y_3,x_4,y_4,E$ dostatečně hustou, aby bylo možno hladce vykreslit trajektorie hvězd v gnuplotu příkazy

```
set size ratio -1
set style data lines
plot 'data.txt' using 2:3, '' using 4:5, '' using 6:7, '' using 8:9
```

Samozřejmě, výsledky závisí na použité metodě a volbě časového kroku. Pro finální volbu časového kroku použijte jednoduché kritérium a to, že jeho zmenšením na třetinu se obrázek viditelně nezmění.

Váš program (tedy zdrojový kód v Pascalu,C, atp.) a soubor s obrázkem trajektorie hvězd (který vytvoříte podobně jako jiných úlohách příkazy set term pdf; set output "cvic10.pdf"; replot; unset term) odevzdejte prostřednictvím příslušné webové stránky.

Odkazy

Animaci můžete shlédnout na https://vanderbei.princeton.edu/WebGL/New.html