

## Pády a výstupy na rotující Zemi

Novotný Jan:

**Neinerciální systémy zůstávají stranou zájmu, fiktivní síly jsou pro studenty obtížně pochopitelné. Na druhé straně pobyt v neinerciální soustavě je náš každodenní zážitek. Příspěvek ukáže na případy, kdy popis v NIS je výhodnější než v IS (např. vesmírný výtah) a na zdroje možných nepřesností a omylů při analýze pohybu.**

Pohyb hmotného bodu (fakticky tělesa malých rozměrů) v tíhovém poli Země je (zanedbáme-li odpor prostředí) určen vektorovou pohybovou rovnicí

$$\frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = -g \vec{e}_r + \vec{a}$$

s počátečními podmínkami

$$\vec{r}(0) = \vec{r}_0, \quad \dot{\vec{r}}(0) = \vec{v}_0$$

Druhý člen napravo představuje Coriolisovo zrychlení, které je důsledkem působení Coriolisovy síly. Předpokládejme, že pracujeme v malé oblasti prostoru, kde lze považovat  $g$  za homogenní (na souřadnicích nezávislé) pole. Pak lze uvedenou diferenciální rovnici druhého řádu integrovat, čímž obdržíme rovnici prvního řádu

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = -g \vec{e}_r + 2\vec{\omega} \times \vec{v}$$

Nultá aproximace řešení je pohyb v homogenním poli bez vlivu Coriolisovy síly

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = -g \vec{e}_r$$

Dosazením do předchozí rovnice dostaneme rovnici

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = -g \vec{e}_r + 2\vec{\omega} \times \vec{v}$$

z ní můžeme integrací určit první aproximaci

$$\vec{v} = \vec{v}_0 - g \vec{e}_r t + 2\vec{\omega} \times \vec{v}_0 t$$

Tu opět dosadíme do rovnice a dostáváme

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = -g \vec{e}_r + 2\vec{\omega} \times \vec{v}$$

Její integrací dostáváme druhou aproximaci

→ → → ⇒ → → , L → → ,

Tak by se dalo pokračovat a získávat aproximace libovolného řádu. Je ovšem zřejmé, že vyšší aproximace ztrácejí souvislost s realitou. V dalším se omezíme na první aproximaci a budeme se věnovat jen případu volného pádu a svislého vrhu

**Strana /3**

Zvolíme počáteční podmínky pro pád a vrh v zeměpisné šířce  $\varphi$

Pád

$$\begin{aligned} \rightarrow & \left. \begin{aligned} & \dot{x} \\ & \dot{y} \end{aligned} \right) \\ \rightarrow & \left. \begin{aligned} & \dot{z} \\ & \dot{\varphi} \end{aligned} \right) \end{aligned}$$

Vrh

$$\begin{aligned} \rightarrow & \left. \begin{aligned} & \dot{x} \\ & \dot{y} \end{aligned} \right) \\ \rightarrow & \left. \begin{aligned} & \dot{z} \\ & \dot{\varphi} \end{aligned} \right) \end{aligned}$$

$$\rightarrow \left. \begin{aligned} & x \\ & y \end{aligned} \right) \cos\varphi \sin\varphi$$

$$\rightarrow \left. \begin{aligned} & \dot{x} \\ & \dot{y} \end{aligned} \right) g$$

$$\left( \rightarrow \rightarrow \rightarrow \dots \cos\varphi, 0, 0 \right)$$

$$\left( \rightarrow \rightarrow \rightarrow \dots \omega^2 g \sin\varphi \cos\varphi, \omega^2 g \cos^2\varphi \right)$$

$$\left( \rightarrow \rightarrow \rightarrow \dots \rightarrow \rightarrow \rightarrow \dots \right)$$

$$\rightarrow \rightarrow \rightarrow \dots \rightarrow \rightarrow \rightarrow \dots \left( \varphi - \omega^2 V \cos^2\varphi \right)$$

Dosažením do výsledku v první aproximaci dostaneme

$$x = \frac{1}{3} g \omega^3 \cos\varphi$$

$$y = -\frac{1}{6} g^4 \omega^3 \sin\varphi \cos\varphi$$

$$z = H - \frac{1}{2} g^2 + \frac{1}{6} \omega^3 g^4 \cos^2\varphi$$

$$x = -\omega^2 t^2 \cos\varphi + \frac{1}{3} g \omega^3 \cos\varphi$$

$$y = \frac{2}{3} \omega^3 V^3 \sin\varphi \cos\varphi - \frac{1}{6} \omega^3 g^4 \sin\varphi \cos\varphi$$

$$z = V - \frac{1}{2} g^2 - \frac{2}{3} \omega^3 V^3 \cos^2\varphi + \frac{1}{6} \omega^3 g^4 \cos^2\varphi$$

Podtržené členy vznikají až v druhé aproximaci. V dalším tyto členy zanedbáme a máme

Strana /4

První aproximace pádu a vrhu na rotující Zemi

Pád

$$\begin{aligned}x &= \frac{1}{3}g\omega^2 \cos\varphi \\y &= 0 \\z &= H - \frac{1}{2}gt^2\end{aligned}$$

Doba pádu  $T_p = \sqrt{\frac{2H}{g}}$

Odtud

$$x_p = \frac{2}{3}\sqrt{2\omega}\sqrt{\frac{H}{g}} \cos\varphi \quad \text{východní odchylka při dopadu}$$

Vrh

$$\begin{aligned}x &= -\omega^2 t^2 \cos\varphi + \frac{1}{3}g\omega^2 \cos\varphi \\y &= 0 \\z &= H - \frac{1}{2}gt^2\end{aligned}$$

$$V = g\frac{t}{2} = \sqrt{2gH} \quad T_V = \frac{2V}{g} = 2T_p \quad \text{doba od vyhození po dopad}$$

$$x_V = \left(-\frac{1}{2} + \frac{1}{3}\right)g\omega^2 T_V^2 \cos\varphi = -\frac{1}{6}g\omega^2 T_V^2 \cos\varphi = -\frac{4}{3}g\omega^2 T_p^2 \cos\varphi$$

Což je západní odchylka při dopadu

Při stejné výšce je tedy v první aproximaci  $x_V = -4x_p$

Symetrii křivky podle svislé osy dokážeme posunutím časového počátku do okamžiku dosažení

maximální výšky  $t^* = t - \frac{V}{g}$ , pak

$$z = V\left(t^* + \frac{V}{g}\right) - \frac{1}{2}g\left(t^* + \frac{V}{g}\right)^2 = -\frac{1}{2}g^{*2} + \frac{V^2}{2g}$$

## Strana 5

A, Řešení v IS se snahou vyhnout se integraci

V inerciální soustavě, v níž je na počátku v klidu pata věže, jde o vodorovný vrh s počáteční rychlostí  $v_0$ . Východní odchylka se počítá jako

$$\tilde{x} \approx \dots \quad T_p \cos \varphi = H \omega \sqrt{\frac{2H}{g}} \cos \varphi = \sqrt{2} \omega \sqrt{\frac{H^3}{g}} \cos \varphi$$

Potíž je v tom, že pak se neshodujeme s výše uvedeným výsledkem první aproximace

$$\tilde{x} \approx \dots$$

V čem je chyba?

Odpověď:

Ani v naší IS nelze zanedbat pohyb vrcholu věže. Spolu s věží se v IS otáčí vodorovná rovina a tedy i vektor tíhového zrychlení  $g$ . Srovnajme situace v časech  $t=0$  a  $t=t_p$ . Během pádu narůstá „přídavné“ zrychlení ve vodorovném (z hlediska použité inerciální soustavy) směru

Obrázky

Toto přídavné zrychlení je v 1. aproximaci

$$g_x = -g \omega t \cos \varphi$$

a jeho dvojitou integrací dostáváme

$$v_x = -g \omega \frac{t^2}{2} \cos \varphi$$

$$x_x = -g \omega \frac{t^3}{6} \cos \varphi = -\frac{1}{3} \omega \sqrt{\frac{H^3}{g}} \cos \varphi$$

Tedy

$$x_p \approx \dots \quad \frac{2}{3} \omega \sqrt{\frac{H^3}{g}} \cos \varphi$$

jak mělo být.

B Chybný je ovšem i následující v literatuře uvedený postup v neinerciální soustavě (uváděný pro pád na rovníku)

$$\sim \int_0^{T_p} a dt = \int_0^{T_p} 2\omega g t^2 dt = 4 \frac{\sqrt{2}}{3} \sqrt{\frac{H}{g}} = 2x_p$$

Zde se zapomělo na to, že Coriolisovo zrychlení je v čase proměnné a je třeba je integrovat, tedy

$$\sim \int_0^{T_p} (\omega g t^2) dt = \int_0^{T_p} \omega g t^2 dt = x_p$$

Přesné řešení rovnic pro pohyb rotující soustavy

Rovnice  $\frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = -g \vec{e}_z + 2\vec{\omega} \times \dot{\vec{r}}$ , kde  $\vec{\omega} = \omega \vec{e}_z$

Po rozepsání do složek  $(x, y, z)$ ,  $\omega \cos \varphi$ .

$$\begin{aligned} \ddot{x} &= -\omega^2 x \\ \ddot{y} &= -\omega^2 y \\ \ddot{z} &= -g \end{aligned}$$

Zderivováním první rce dostaneme

$$\dots$$

Kterou lze řešit substitucí  $\dots$ , pro případ volného pádu dostaneme

$$\begin{aligned} x &= \frac{g \cos \varphi}{2\omega^2} (\omega t - \sin \omega t \cos \omega t) \\ y &= -\frac{g \sin \varphi \cos \varphi}{2} \left( t^2 - \frac{\sin^2 \omega t}{\omega^2} \right) \\ z &= H - \frac{g}{2} \left( t^2 \sin^2 \varphi + \cos^2 \varphi \frac{\sin^2 \omega t}{\omega^2} \right) \end{aligned}$$