

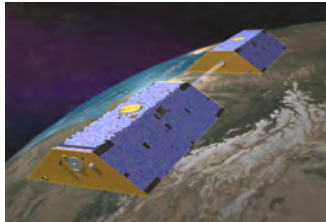
Numerische Integration des Schwarzschild Problems mit Hilfe von Lie-Reihen

Institut für Erdmessung
Leibniz Universität Hannover

Inhalt des Vortrags

- **Einleitung**
- **Theoretischer Hintergrund**
 - Lie-Reihen Ansatz
 - Relativistisches Zwei-Körper-Problem
- **Berechnung**
- **Zusammenfassung und weiteres Vorgehen**

Einleitung



- ▶ Genauigkeit der Entfernungsmessung: 10 nm
- ▶ Berücksichtigung relativistischer Effekte bei
 - ▶ Bahnbestimmung
 - ▶ Signalausbreitung
 - ▶ Zeitbestimmung
- ▶ Post-Newton'sche Approximationen nicht ausreichend
→ Analytische Formulierung

Einleitung

- ▶ Berechnung von Satellitenbahnen heute meist numerisch
 - Vorteile: hohe Genauigkeiten für kurze und mittlere Bahnbögen; einfache Erweiterung um zusätzliche Kräfte möglich
 - Nachteil: Lösungen vom Ausgangsproblem abhängig und nicht allgemeingültig
 - ▶ Analytische Verfahren zur Orbitintegration
 - Vorteil: direkte Einblick in physikalischen Eigenschaften und Zusammenhänge, da spektral
- Verknüpfung der Vorteile
- **semi-analytische Integration über Lie-Reihen**

Lie-Reihen Ansatz

- ▶ Hamilton-Funktion H muss bekannt sein
- ▶ mehr-Körper-Problem kann über gewöhnliche Differentialgleichung (ODE) 2. Ordnung beschrieben werden:

$$\mathbf{M}\ddot{\mathbf{x}} + \mathbf{\Gamma}\dot{\mathbf{x}} + \mathbf{\Phi}\mathbf{x} = \boldsymbol{\alpha},$$

mit Position der Körper \mathbf{x} , Systemmasse \mathbf{M} , geschwindigkeitsabhängiger Dissipation $\mathbf{\Gamma}$, Nicht-Linearität $\mathbf{\Phi}$ und Inhomogenität $\boldsymbol{\alpha}$; alle Parameter können von Zeit und Ort abhängig sein

Lie-Reihen Ansatz

- ▶ Kanonische Gleichungen für Störungsrechnung:

$$\frac{d\mathbf{x}}{dt} = \frac{\partial H}{\partial \mathbf{p}} = \dot{\mathbf{x}} \quad \frac{d\mathbf{p}}{dt} = -\frac{\partial H}{\partial \mathbf{x}} = \dot{\mathbf{p}}$$

- ▶ Hamilton-Funktion:

$$dH = \sum_i \left(\frac{\partial H}{\partial x_i} dx_i + \frac{\partial H}{\partial p_i} dp_i \right) + \frac{\partial H}{\partial t} dt$$

- ▶ für ungedämpfte Systeme ($\boldsymbol{\Gamma} = \mathbf{0}$), ohne äußere Anregungskräfte ($\boldsymbol{\alpha} = \mathbf{0}$) und Zeit-unabhängig ($\partial H / \partial t = 0$), vereinfacht sich Differentialgleichung und Hamilton-Funktion zu:

$$H(\mathbf{x}, \mathbf{p}) = \frac{1}{2m_s} \mathbf{p}^T \mathbf{p} + m_s V(\mathbf{x})$$

Lie-Reihen Ansatz

- ▶ Taylor-Reihenentwicklung mit Schrittweite Δt :

$$\mathbf{x}(t_0 + \Delta t) = \sum_{k=0}^{\infty} \frac{\Delta t^k}{k!} \mathbf{f}_k \Big|_{t_0} \quad \mathbf{p}(t_0 + \Delta t) = \sum_{k=0}^{\infty} \frac{\Delta t^k}{k!} \mathbf{g}_k \Big|_{t_0}$$

- ▶ Koeffizienten \mathbf{f}_k und \mathbf{g}_k analytisch über Poisson-Klammern

$$\mathbf{f}_{k+1} = \frac{\partial \mathbf{f}_k}{\partial t} + \{\mathbf{f}_k, H\} = \frac{\partial \mathbf{f}_k}{\partial t} + \frac{\partial \mathbf{f}_k}{\partial \mathbf{x}} \frac{\partial H}{\partial \mathbf{p}} - \frac{\partial \mathbf{f}_k}{\partial \mathbf{p}} \frac{\partial H}{\partial \mathbf{x}}$$

$$\mathbf{g}_{k+1} = \frac{\partial \mathbf{g}_k}{\partial t} + \{\mathbf{g}_k, H\} = \frac{\partial \mathbf{g}_k}{\partial t} + \frac{\partial \mathbf{g}_k}{\partial \mathbf{x}} \frac{\partial H}{\partial \mathbf{p}} - \frac{\partial \mathbf{g}_k}{\partial \mathbf{p}} \frac{\partial H}{\partial \mathbf{x}}$$

Relativistisches Zwei-Körper-Problem

- ▶ Schwarzschild-Lösung als größter relativistischer Effekt

$$m_s \ddot{\mathbf{r}} + m_s \frac{\mu_{\oplus}}{r^3} \mathbf{r} = m_s \frac{\mu_{\oplus}}{c^2 r^3} \left(\frac{4\mu_{\oplus}}{r} \mathbf{r} - (\dot{\mathbf{r}} \cdot \dot{\mathbf{r}}) \mathbf{r} + 4(\mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{r}}) \dot{\mathbf{r}} \right)$$

Masse des Satelliten $m_s = 1$, $\mu_{\oplus} = GM$, Lichtgeschwindigkeit c

- ▶ mit der Hamilton-Funktion:

$$H = \frac{\mathbf{p}^T \mathbf{p}}{2m_s} - \frac{m_s \mu_{\oplus}}{r} - \frac{1}{c^2} \left(\frac{(\mathbf{p}^T \mathbf{p})^2}{8m_s^3} - \frac{m_s \mu_{\oplus}^2}{2r^2} + \frac{3\mu_{\oplus}}{2m_s r} \mathbf{p}^T \mathbf{p} \right)$$

- ▶ Poisson-Klammern \rightarrow Lie-Reihen-Koeffizienten \rightarrow Satellitenorbit

Relativistisches Zwei-Körper-Problem

- ▶ H nicht explizit zeitabhängig
- ▶ für $k_{max} = 0$

$$\mathbf{f}_0 = \mathbf{r}$$

$$\mathbf{g}_0 = \mathbf{p}$$

- ▶ für $k_{max} = 1$

$$\mathbf{f}_1 = \frac{1}{m_s} \left(1 - \frac{3\mu_{\oplus}}{c^2 r} - \frac{\mathbf{p}^T \mathbf{p}}{2c^2 m_s^2} \right) \mathbf{p}$$

$$\mathbf{g}_1 = -\frac{m_s \mu_{\oplus}}{r^3} \left(1 - \frac{\mu_{\oplus}}{c^2 r} + \frac{3\mathbf{p}^T \mathbf{p}}{2c^2 m_s^2} \right) \mathbf{r}$$

Relativistisches Zwei-Körper-Problem

- ▶ $k_{max} = 2$

$$\mathbf{f}_2 = -\frac{\mu_{\oplus}}{r^3} \mathbf{r} + \frac{1}{c^2} \frac{\mu_{\oplus}}{r^3} \left(\frac{4\mu_{\oplus}}{r} \mathbf{r} - \frac{1}{m_s^2} (\mathbf{p}^T \mathbf{p}) \mathbf{r} + \frac{4}{m_s^2} (\mathbf{p} \mathbf{p}^T) \mathbf{r} \right)$$

$$\begin{aligned} \mathbf{g}_2 = & -\frac{\mu_{\oplus}}{r^3} \mathbf{p} + \frac{3\mu_{\oplus}}{r^5} (\mathbf{r} \mathbf{r}^T) \mathbf{p} + \frac{1}{c^2} \frac{\mu_{\oplus}}{r^3} \left\{ \frac{3\mu_{\oplus}}{r^3} (\mathbf{r} \mathbf{p}^T) \mathbf{r} \right. \\ & \left. + \left[\left(-\frac{13\mu_{\oplus}}{r^3} + \frac{3\mathbf{p}^T \mathbf{p}}{m_s^2 r^2} \right) (\mathbf{r} \mathbf{r}^T) + \left(\frac{4\mu_{\oplus}}{r} - \frac{\mathbf{p}^T \mathbf{p}}{m_s^2} \right) \mathbf{I}_3 \right] \mathbf{p} \right\} \end{aligned}$$

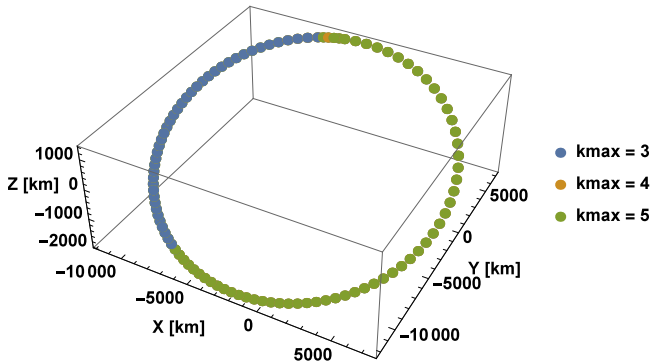
- ▶ mit steigendem Grad k steigt Komplexität

Berechnung mit Mathematica

- ▶ Lie-Reihen-Koeffizienten kostet viel Rechenzeit
- ▶ Test zum Parallelen Rechnen
- ▶ verschiedene $kmax$
- ▶ $\Delta t = 100s, t_{end} = 10000s$

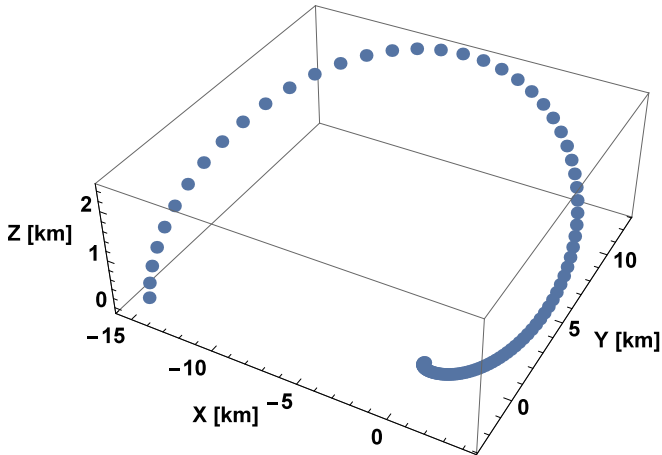
Berechnung mit Mathematica

- ▶ Lie-Reihen-Koeffizienten kostet viel Rechenzeit
- ▶ Test zum Parallelen Rechnen
- ▶ verschiedene k_{max}
- ▶ $\Delta t = 100s$, $t_{end} = 10000s$



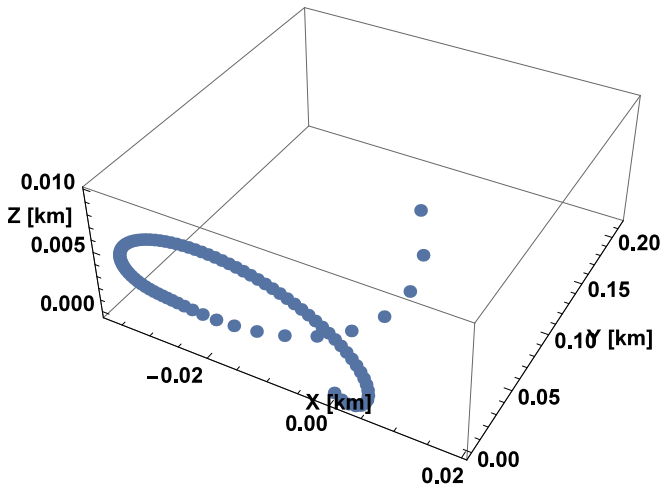
Berechnung mit Mathematica

- Differenz $k_{max} = 4$ und $k_{max} = 3$



Berechnung mit Mathematica

- Differenz $kmax = 5$ und $kmax = 4$



Zusammenfassung und weiteres Vorgehen

- ▶ Lie-Reihen-Berechnung zur semianalytischen Lösung des Schwarzschild-Problems
- ▶ erste Untersuchungen bis $k_{max} = 5$

Zusammenfassung und weiteres Vorgehen

- ▶ Lie-Reihen-Berechnung zur semianalytischen Lösung des Schwarzschild-Problems
- ▶ erste Untersuchungen bis $k_{max} = 5$
- ▶ Wie hoch muss k_{max} sein?
- ▶ Rechenzeit \leftrightarrow Genauigkeit
- ▶ zum Vergleich: Analytische Lösung des Schwarzschild-Problems

Zusammenfassung und weiteres Vorgehen

- ▶ Lie-Reihen-Berechnung zur semianalytischen Lösung des Schwarzschild-Problems
- ▶ erste Untersuchungen bis $k_{max} = 5$
- ▶ Wie hoch muss k_{max} sein?
- ▶ Rechenzeit \leftrightarrow Genauigkeit
- ▶ zum Vergleich: Analytische Lösung des Schwarzschild-Problems
- ▶ Optimierung der Berechnung, z.B. über Rekursionsformeln
- ▶ Berechnung täglicher, monatlichen, jährlicher Bahnbögen
→ Grundgerüst

- ▶ Untersuchung relativistischer Effekte auf verschiedene Satellitenkonstellationen

