

$\vec{L} = \ominus \vec{\omega}$ geht in Hauptachsensystem
zerlegt in Komponenten

$$\ominus = \begin{pmatrix} J_1 & 0 & 0 \\ 0 & J_2 & 0 \\ 0 & 0 & J_3 \end{pmatrix}$$

$$J_1 \frac{d\omega_1}{dt} = (J_2 - J_3) \omega_2 \omega_3 + N_1 \text{ zyklisch.}$$

Kräfte freie Bewegung, $N = 0$

Stützstelle Überlegung

Energieerhaltung: $2E_{\text{rot}} = (\ominus \omega, \omega) =$

$$J_1 \omega_1^2 + J_2 \omega_2^2 + J_3 \omega_3^2 = \frac{L_1^2}{J_1} + \frac{L_2^2}{J_2} + \frac{L_3^2}{J_3}$$

Oberfläche eine Ellipsoid mit Halbachsen a, b, c

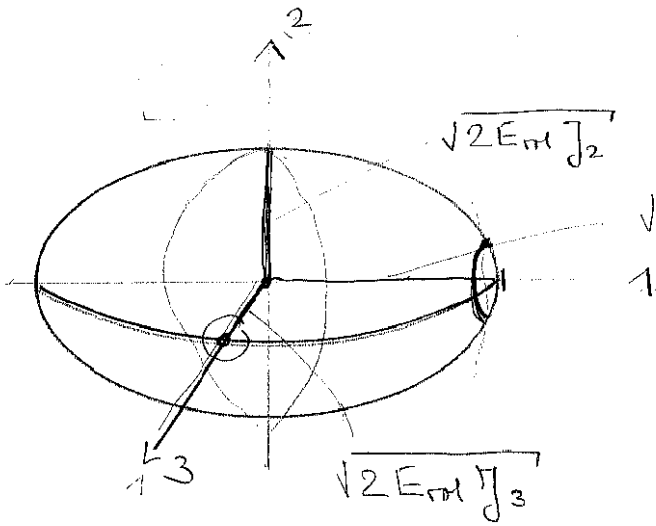
$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} + \frac{z^2}{c^2} = 1$$

H. Bei gegeb. Energie E_{rot} liegt der
Endpunkt von \vec{L} auf einem Ellipsoid
mit den Halbachsen $\sqrt{2E_{\text{rot}}J_1}, \sqrt{2E_{\text{rot}}J_2},$
 $\sqrt{2E_{\text{rot}}J_3}$.

Drehimpulserhaltung

$$\vec{L}' = \text{const} = l \Rightarrow \vec{L}'^2 = l^2 = \vec{L}^2 \quad (\text{B Drehg})$$

Endpunkte von \vec{L} liegen auf Kugel mit
Radius l .



mit $I_3 < I_2 < I_1$

$L^2 > 2 E_{rot} I_1$ nicht möglich

$L^2 = 2 E_{rot} I_1$ $L_1 = \pm I_1 \omega_1$
 $= \pm \sqrt{2 E_{rot} I_1}$

$L_2 = L_3 = 0$

$L^2 = 2 E_{rot} I_3$ $L_3 = \pm \sqrt{2 E_{rot} I_3}$

$L_1 = L_2 = 0$

Stabile Lösungen, denn wenn

$L_1 = \sqrt{2 E_{rot} I_1} - \epsilon$, dann liegen die möglichen Werte von \vec{L} auf der Schnittlinie der Kugel mit dem Ellipsoid

$L_3 = \sqrt{2 E_{rot} I_3} + \epsilon$... L_1, L_2 klein

aber instabil für $L_2 = \sqrt{2 E_{rot} I_2}$

kräfte freie Präzession.

Bsp $I_1 = I_2 = I > I_3$

$I \dot{\omega}_1 = (I - I_3) \omega_3 \cdot \omega_2$

$I \dot{\omega}_2 = -(I - I_3) \omega_3 \cdot \omega_1$

$I_3 \dot{\omega}_3 = 0$

$$\rightarrow \omega_1 = A \cdot \sin \alpha t \quad \omega_2 = A \cdot \cos \alpha t$$

Euler-Kreis

$$\alpha = \omega_3 \frac{J_3 - J}{J}$$

Bei Erde $\frac{J_3 - J}{J} \approx \frac{1}{300}$

$$\alpha = \frac{2\pi}{300 \text{ Tage}}$$

als ^{theoret.} Periode der Polwand
 ≈ 10 Monate

Beobachtet ≈ 14 Monate

Erde kein starrer Körper!

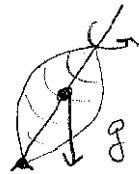
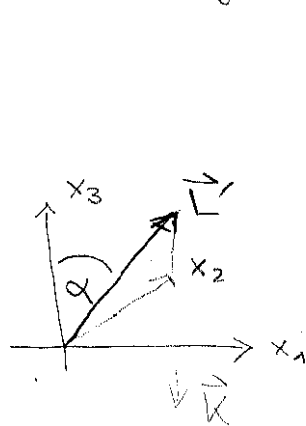
Der Kreisel im Kraftfeld

a) Raumfeste Betrachtg.

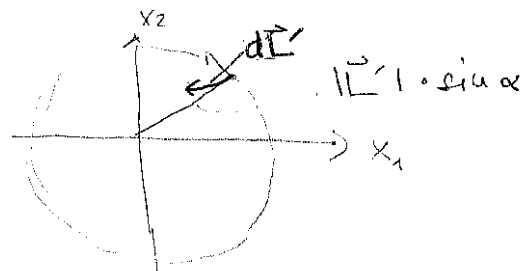
$$\dot{\vec{L}}' = \vec{N}'$$

Wir betrachten den Fall, dass $\vec{N}' \perp \vec{L}'$ steht.

Mäherungsweise realisiert durch Kreisel



im Schwerfeld.



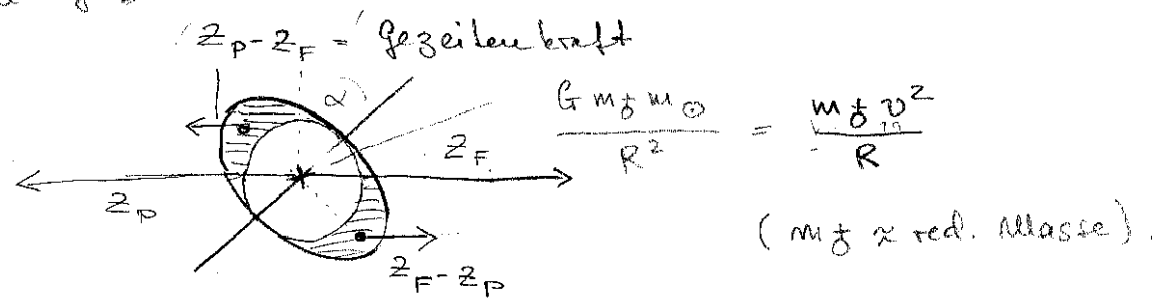
Spitze von \vec{L}' bewegt sich auf Kreis mit Radius $|\vec{L}'| \cdot \sin \alpha$.

Geschwindigkeit $v = \left| \frac{d\vec{L}'}{dt} \right| = |\vec{N}'|$

also ω Laufperiode

$$T = \frac{2\pi |\vec{L}'| \sin \alpha}{|\vec{N}'|}$$

Bsp Erzwungene Präzession der Erdachse durch Gezeitenkräfte

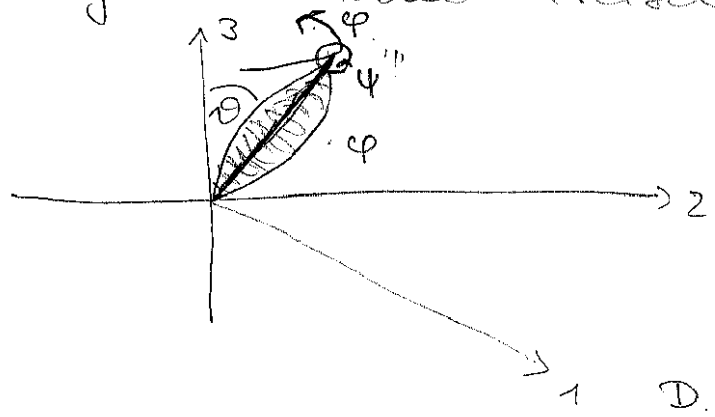


d.h. es wirkt ein Drehmoment von
 $|\vec{N}| = 2 \cdot R_{\oplus} \cdot (|\vec{z}_F - \vec{z}_P|) \sin \alpha$

Sonne allein für $T = 96000 \text{ a}$,
 Sonne + Mond $T \approx 26000 \text{ a}$.
 (Präzession der Äquinoktien)

Der Lagrange'sche Kreisel

Symmetrischer Kreisel im Schwerfeld



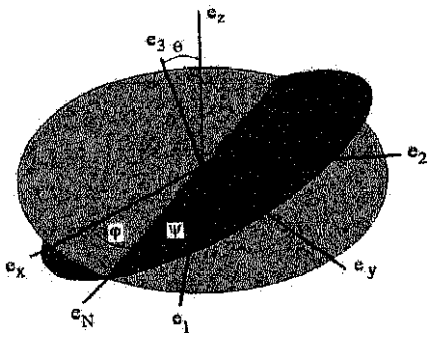
Zwei Symmetrien

- a) Drehung $\underline{\varphi}$
- b) Drehung $\underline{\psi}$

d.h. 2 zyklische Kd.

2 Erhaltungssätze + Energieab.
 vollst. lösbar!!

Euler'sche Winkel:



Wichtig für aktuelle Lösung:

Nutze Symmetrie & Lagrange-Kd.

→ zyklische Kd. → Euler- $\dot{\varphi}$ (Modell)

Momentaler Drehvektor:

$$\vec{\omega} = \dot{\varphi} \vec{e}_z + \dot{\psi} \vec{e}_3 + \dot{\vartheta} \vec{e}_N$$

Wähle $\varphi = \psi = 0$, dann

$$\vec{e}_N = \vec{e}_1, \quad \vec{e}_z = \vec{e}_3 \cdot \cos \vartheta + \vec{e}_2 \sin \vartheta$$

$$\text{Dann ist } \vec{\omega} = \dot{\vartheta} \vec{e}_1 + \dot{\varphi} (\vec{e}_3 \cos \vartheta + \vec{e}_2 \sin \vartheta) + \dot{\psi} \vec{e}_3$$

$$\vec{\omega} = \dot{\vartheta} \vec{e}_1 + \dot{\varphi} \sin \vartheta \vec{e}_2 + (\dot{\varphi} \cos \vartheta + \dot{\psi}) \vec{e}_3$$

d.h. in Körperfestem Kd:

$$\vec{\omega} = (\dot{\vartheta}, \dot{\varphi} \sin \vartheta, \dot{\varphi} \cos \vartheta + \dot{\psi})$$

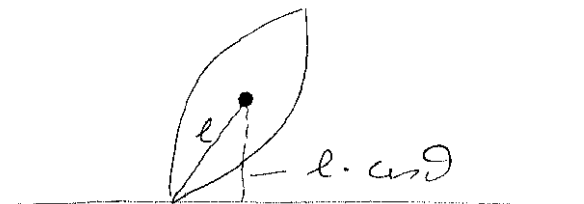
und damit

$$2 E_{\text{rot}} = J_1 \cdot \dot{\vartheta}^2 + J_2 \dot{\varphi}^2 \sin^2 \vartheta + J_3 (\dot{\varphi} \cos \vartheta + \dot{\psi})^2$$

$$\text{Symm. Kreisel } J_1 = J_2 = J$$

Potenzielle Energie: m.g.l. $\cos \vartheta$, l ist Entf. von der Schwerachse von Spitze

m : Masse



dann Lagrange funkt. m (zu ändern für $\varphi = \psi = 0$)⁺

$$* \quad L = \frac{J}{2} (\dot{\vartheta}^2 + \dot{\varphi}^2 \sin^2 \vartheta) + \frac{J_3}{2} (\dot{\psi} + \dot{\varphi} \cos \vartheta)^2 - m \cdot g l \cos \vartheta$$

also da φ, ψ System invariant unter Drehen von φ und ψ ist, hängt L nicht von φ und ψ ab, d.h. * allgemein.

Lösung standard

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{\varphi}_i} = - \frac{\partial L}{\partial \varphi_i} \quad \frac{\partial L}{\partial \varphi} = \frac{\partial L}{\partial \psi} = 0 \Rightarrow$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial L}{\partial \dot{\varphi}} &= \dot{\varphi} (J \sin^2 \vartheta + J_3 \cos^2 \vartheta) + \dot{\psi} J_3 \cos \vartheta \\ &\equiv L_2 \quad (\text{konstant}) \end{aligned}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\psi}} = J_3 (\dot{\psi} + \dot{\varphi} \cos \vartheta) \equiv L_3 \quad \text{constant}$$

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{\vartheta}} = \frac{\partial L}{\partial \vartheta} \quad \text{was immer herauskommt,}$$

wir benutzen nämlich den Energieerhalt,

$$E = \frac{J}{2} (\dot{\vartheta}^2 + \dot{\varphi}^2 \sin^2 \vartheta) + \frac{J_3}{2} (\dot{\psi} + \dot{\varphi} \cos \vartheta)^2 + m g l \cos \vartheta$$

und drücken $\dot{\varphi}$ und $\dot{\psi}$ durch die Konstanten L_2 und L_3 aus.

$$\dot{\psi} + \dot{\varphi} \cos \vartheta = L_3 / J_3$$

$$\dot{\varphi} \cdot J_1 \sin^2 \vartheta = L_z - L_3 \cos \vartheta$$

und damit haben wir

$$** \quad E = \frac{J_1}{2} \dot{\vartheta}^2 + U_{\text{eff}}(\vartheta)$$

$$U_{\text{eff}}(\vartheta) = m \cdot g l \cos \vartheta + \frac{L_3^2}{2J_3} + \frac{(L_z - L_3 \cos \vartheta)^2}{2J_1 \sin^2 \vartheta}$$

wobei L_3 und L_z aus dem Anfangszust. bestimmt sind, ebenso natürlich E .

** Die Gleichg. eines Teilchens mit Kd. ϑ und Masse J_1 , das sich im Potential $U_{\text{eff}}(\vartheta)$ bewegt (eindimensional)

Lösung der Bewegungsgleichung Standard:

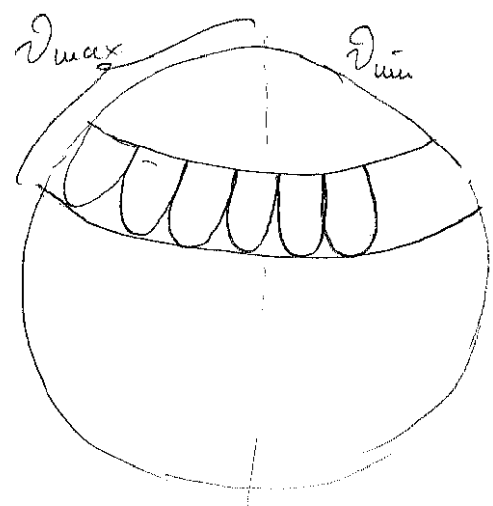
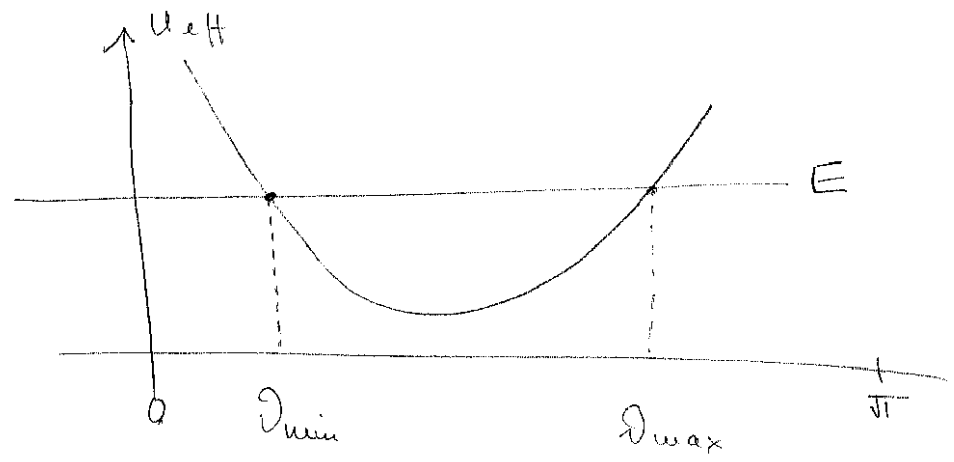
$$\dot{\vartheta} = \sqrt{\frac{2}{J_1} U_{\text{eff}}(\vartheta)}$$

$$t(\vartheta) = \int_{\vartheta_{\text{min}}}^{\vartheta} \frac{d\vartheta'}{\sqrt{\frac{2}{J_1} U_{\text{eff}}(\vartheta')}}}$$

(Vorsicht umkehrpunkte!!)

Viel anschauliches und instruktives:

Schöne Potential an. generelle Form



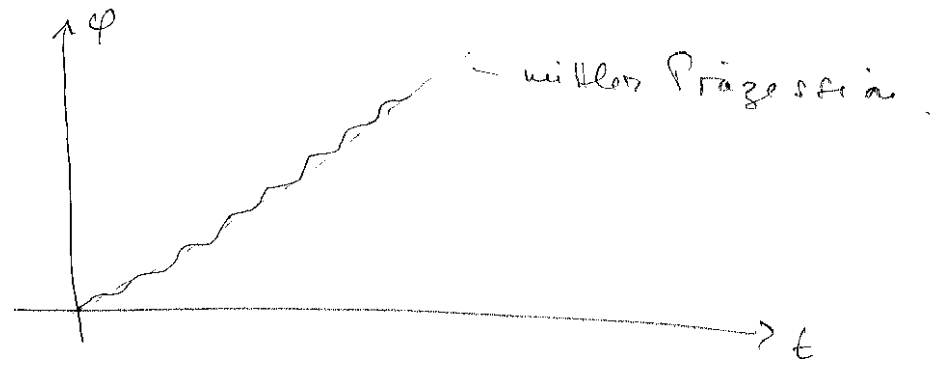
Variation in ϑ : Nutation
oft sehr klein (\rightarrow Bsp.)

Variation in φ :
Präzession

$$\dot{\varphi} = \frac{L_2 - L_3 \cos \vartheta}{I_3 \cdot \sin^2 \vartheta}$$

Die Präzessionsgeschwindigkeit ist Null für

$\vartheta = \vartheta_{\min}$, maximal für $\vartheta = \vartheta_{\max}$



Parameter :

$$J_1 = 1 \text{ g cm}^2; J_3 = 100 \text{ g cm}^2; m = 1 \text{ g}; l = 5 \text{ cm};$$

$$g = 981 \text{ g cm s}^{-2}$$

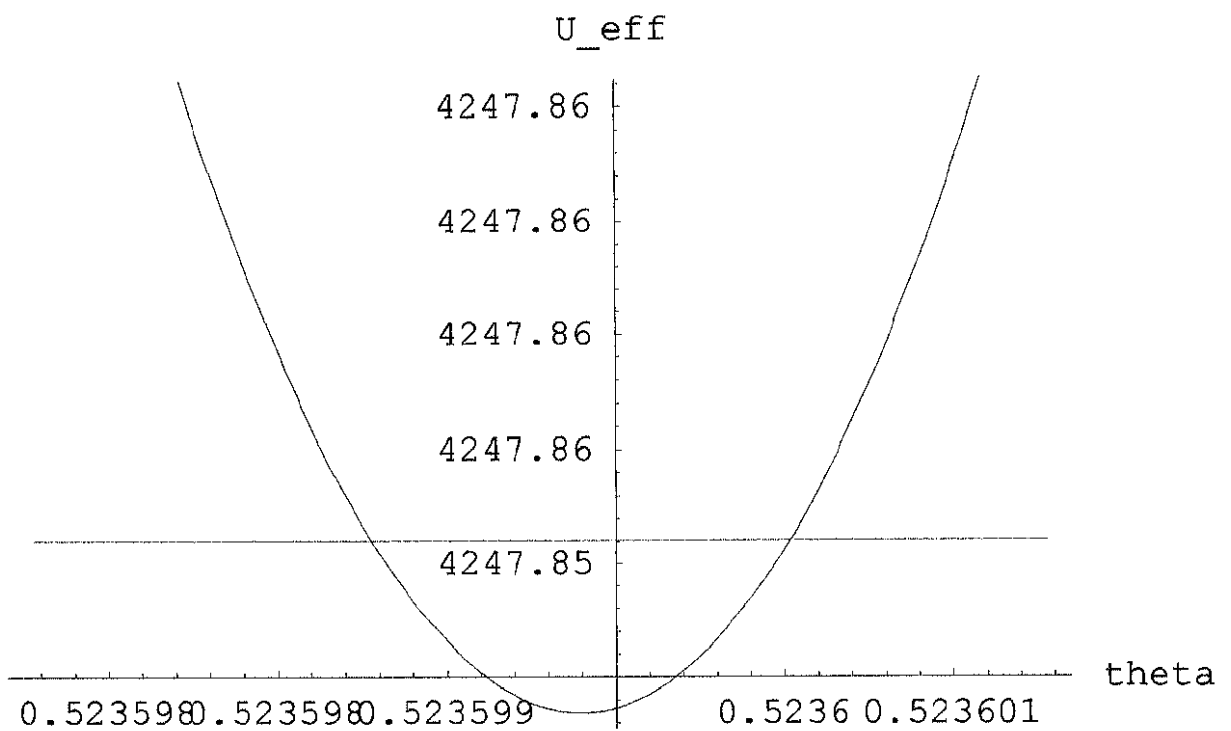
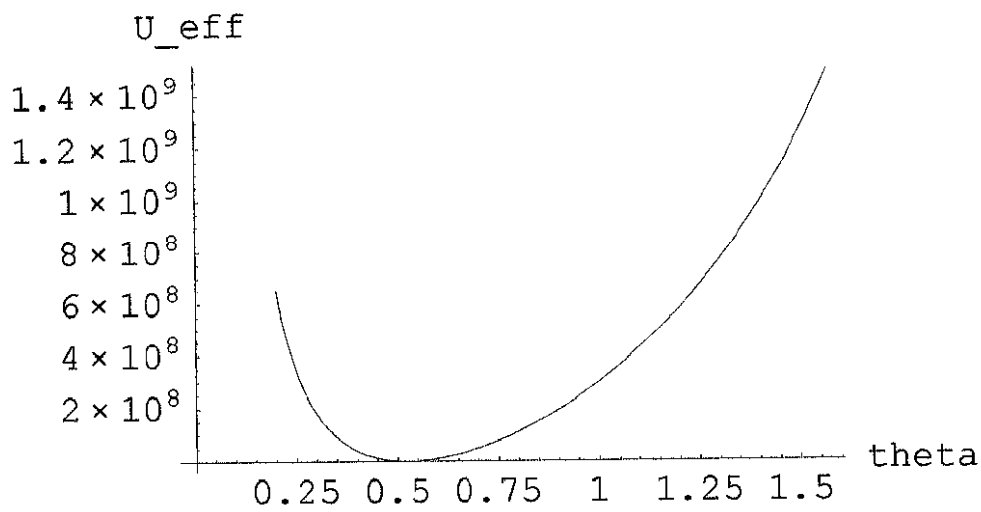
Anfangsbedingungen :

$$\theta_0 = \pi/6; (\dot{\phi})_0 = 0; (\dot{\psi})_0 = 200 \pi \text{ s}^{-1}; (\dot{\theta})_0 = 0;$$

Erhaltungsgroessen :

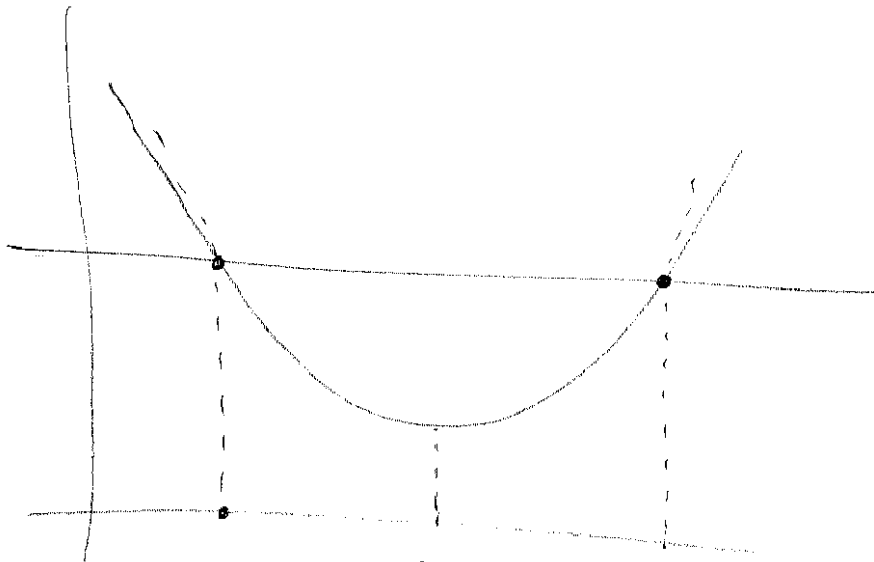
$$L_z = 54650.4 \text{ g cm}^2 \text{ s}^{-1}; L_3 = 63103.9 \text{ g cm}^2 \text{ s}^{-1};$$

$$E = 4247.85 \text{ g cm}^2 \text{ s}^{-2}$$



$$U_{\text{eff}} = U_{\text{eff}}(\vartheta_{\text{min}}) + \frac{1}{2}(\vartheta - \vartheta_{\text{min}})^2 U_{\text{eff}}''(\vartheta_{\text{min}}) + \dots$$

Bl. ϑ führt harmonische Schwingung um ϑ_{min} aus



$$U_{\text{eff}}(\bar{\vartheta}) = \vartheta_{\text{min}} \\ E - \frac{1}{2} \dot{\vartheta}_0^2$$

$$U_{\text{eff}}(\underline{\vartheta}) = E - \frac{1}{2} \dot{\vartheta}_0^2$$

$$J \ddot{\vartheta} = - \frac{\partial U_{\text{eff}}}{\partial \vartheta} \approx -(\vartheta - \vartheta_{\text{min}}) U_{\text{eff}}''(\vartheta_{\text{min}})$$

(auch direkt aus E.L.)

Bl. Harmonischer Oszillator

$$x = \vartheta - \vartheta_{\text{min}} \quad J \ddot{x} = - U_{\text{eff}}'(\vartheta_{\text{min}}) \cdot x$$

$$x = A \cdot \cos(\omega t + \delta)$$

$$\omega = \sqrt{U_{\text{eff}}'(\vartheta_{\text{min}}) / J}$$

Nullationskreisfreq.

$$A = (\underline{\vartheta} - \bar{\vartheta}) / 2$$

$$\delta \text{ aus } \dot{\vartheta}_0 = -A\omega \sin \delta$$

$$\vartheta = \vartheta_{\min} + A \cos(\omega t + \delta)$$

$$\dot{\varphi} = \frac{L_2 - L_3 \cos(A \cos(\omega t + \delta) + \vartheta_{\min})}{J \cdot \sin^2(A \cos(\omega t + \delta))} \quad \text{nicht konstant,}$$

oszilliert um Mittelwert.

Also Beispiel.

$$\bar{\vartheta} = \vartheta_0 = \pi/6$$

$$\vartheta_{\min} = \pi/6 + 0.00025$$

$$\rightarrow \omega = 4930$$

$$\dot{\varphi}/\vartheta_{\min} = 1.56198$$

Raumfeste Überlegung

$$\dot{\varphi} = \frac{2\pi}{T} = \frac{|\vec{N}'|}{2\pi |\vec{L}'| \cdot \sin \alpha} = 1.56131$$

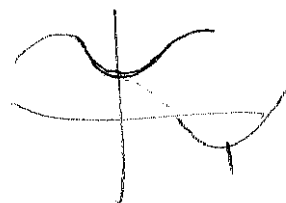
Der schublenförmige Kreisell.

13

Sei zu Beginn $\vartheta = 0$, dann gilt

$$L_2 = L_3 = J_3 \dot{\psi}_0$$

$$U_{\text{eff}} = \frac{(L_2 - L_3 \cos \vartheta)^2}{2 J \sin^2 \vartheta} + mgl \cos \vartheta$$



kann in ϑ entwickelt werden

$$\cos \vartheta = 1 - \frac{1}{2} \vartheta^2 + O(\vartheta^4)$$

$$\Rightarrow U_{\text{eff}} = \frac{(J_3 \dot{\psi}_0)^2}{2 J \vartheta^2} + mgl \left(1 - \frac{\vartheta^2}{2}\right) + O(\vartheta^4)$$

$$= mgl + \underbrace{\left(\frac{J_3^2 \dot{\psi}_0^2}{8 J} - \frac{mgl}{2} \right)}_A \vartheta^2$$

Falls $A > 0$ ist $\vartheta = 0$ eine stabile Gleichgewichtsposition.

Falls durch die Reibung $\dot{\psi}$ kleiner wird, wird $\vartheta = 0$ instabil, der Kreisell "wackelt auf" und "präzediert um" durch U_{eff} gegebenen ϑ Bereich.