

# "Dynamische Systeme II"

## §1. Himmelsmechanik

29.4.22 (1)

(1.1) Eikvering. (a) Sei  $N \in \mathbb{N}$  und  
 $m_1, \dots, m_N \in \mathbb{R}_+$ . Sei

$$Q = \left\{ x = (x_j)_{j=1}^N \in (\mathbb{R}^3)^N = \mathbb{R}^{3N} : x_j \neq x_k, \forall 1 \leq j < k \leq N \right\} \subseteq \mathbb{R}^{3N} \text{ offen}$$

sind  $V: Q \rightarrow (-\infty, 0)$ ,

$$V(x) = - \sum_{1 \leq i < j \leq N} \frac{m_i m_j}{\|x_i - x_j\|} .$$

Dann ist das  $N$ -Körperproblem (mit Massen  $m_1, \dots, m_N > 0$ ) gegeben durch

$$(N) \quad m_j \ddot{x}_j = -D_{x_j} V(x) , \quad j = 1, \dots, N$$

(b) Hatten bereits gesehen: (N) hat keine Gleichgewichtslagen

(c) Hatten auch gesehen: Liegen Komponenten  $x_j^0, \dot{x}_j^0 \in \mathbb{R}^3$  einer Anfangslage  $(x^0, \dot{x}^0) \in \Omega := \mathbb{Q} \times \mathbb{R}^{3N}$  alle in einer Ebene  $E \subseteq \mathbb{R}^3$ ,

$$E = p + W, \quad W \subseteq \mathbb{R}^3 \text{ 2-dim. Untervektorraum,}$$

dh.:

$$x_j^0 \in E, \quad \dot{x}_j^0 \in W \quad (j = 1, \dots, N),$$

so liegen die Komponenten  $\alpha_j$  der Lösungskurve  $\alpha = (\alpha_j)_{j=1}^N$  von (N) zum Anfang  $(x^0, \dot{x}^0)$  ganz in der Ebene  $E$ ,  $\alpha_j(t) \in E, \forall t \in \mathbb{I}(x_0, \dot{x}_0)$ .

(d) Nach einer ~~orthogonalen~~ <sup>Bewegung</sup> ~~KO-Transformation~~  
im  $\mathbb{R}^3$ ,

$$x = Ay + b, \quad \dot{x} = A\dot{y},$$

$A \in O(3)$ ,  $b \in \mathbb{R}^3$ , kann man annehmen, dass

$$E = \mathbb{R}^2 \times \{0\} = W,$$

weil  $(N)$  unter  $(y, \dot{y}) \rightarrow (x, \dot{x})$  invariant bleibt.  
Führe daher in  $\mathbb{R}^2$  komplexe Koordinaten

$$z_j = (x_j)_1 + i(x_j)_2 \quad (j = 1, \dots, N)$$

ein und verwende die Wirtinger-Ableitungen

$$D_{z_j} = \frac{\partial}{\partial z_j} = \frac{1}{2} \left( \frac{\partial}{\partial x_j^1} - i \frac{\partial}{\partial x_j^2} \right),$$

$$D_{\bar{z}_j} = \frac{\partial}{\partial \bar{z}_j} = \frac{1}{2} \left( \frac{\partial}{\partial x_j^1} + i \frac{\partial}{\partial x_j^2} \right), \quad (j = 1, \dots, N)$$

um die Dgl. für das ebene N-Körperproblem zu erhalten:

$$Q := \left\{ (z_j)_{j=1}^N \in \mathbb{C}^N : z_j \neq z_k, 1 \leq j < k \leq N \right\}$$

sind  $V: Q \rightarrow (-\infty, 0) \subseteq \mathbb{C}$ ,

$$V(z) = - \sum_{1 \leq j < k \leq N} \frac{\mu_j \mu_k}{|z_j - z_k|} .$$

Dann ist:

$$\begin{aligned} \mu_j \ddot{z}_j &= \mu_j \ddot{x}_j + i \mu_j \ddot{x}_j^2 = -D_{x_j^1} V(x) - i D_{x_j^2} V(x) \\ &= -2 D_{\bar{z}_j} V(z), \end{aligned} \quad (*)$$

$j = 1, \dots, N$ , die Dgl. für das ebene  $N$ -Körperproblem.

(e) Versucht... wenigstens mal eine Lösung von (\*)  
(bei beliebigem  $\vec{m} = (m_1, \dots, m_N) \in \mathbb{R}_+^n$ ) zu finden!

(1.2) Zentralkonfigurationen im 2-Körperproblem.

(i) Im Fall  $N=2$  (mit Massen  $m_1, m_2 > 0$ ) gilt: Im Fall, dass der Schwerpunkt o.E. im Nullpunkt ruht,

$$S = \frac{1}{M} (m_1 z_1 + m_2 z_2), \quad M := m_1 + m_2 \quad :$$

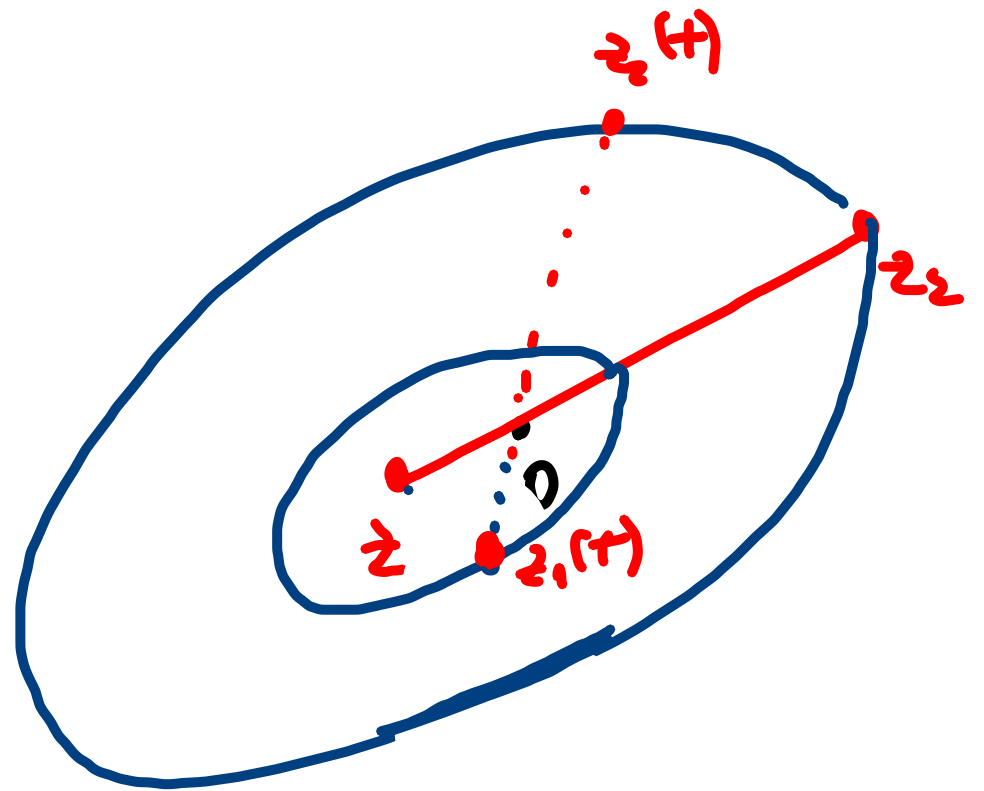
$$z_1(t) = - \frac{m_2}{M} z(t), \quad z_2(t) = + \frac{m_1}{M} z(t),$$

wo  $t \rightarrow z(t)$  die Keplergleichung

$$(K) \quad \ddot{z} = -M \frac{z}{|z|^3}$$

erfüllt. Die einfachsten  
Lösungen der Keplergleichung  
(K) sind aber, wie wir wissen,  
die gleichförmigen Kreisbe-  
wegungen!

$$z(t) = r e^{i\omega t}, \quad \forall t \in \mathbb{R} = I(z_0, \dot{z}_0)$$





mit Radius  $r > 0$  und Frequenz  $\omega > 0$ .

Hierbei ist wegen

$$\dot{z} = i\omega r e^{i\omega t}, \quad \ddot{z} = (i\omega)^2 r e^{i\omega t} = -\omega^2 r e^{i\omega t}$$

und

$$-M \frac{z}{|z|^3} = -M \frac{r e^{i\omega t}}{r^3} = -\frac{M}{r^2} e^{i\omega t} :$$

$$r(-\omega^2) = -M \frac{1}{r^2} \iff M = r^3 \omega^2$$

$$(3. \text{ Keplersatz: } \omega = \frac{2\pi}{T} : \frac{r^3}{T^2} = \frac{M}{4\pi^2} = \text{const} ) .$$

Wir halten fest: Zu jedem Paar  $(m_1, m_2) \in \mathbb{R}_+^2$  und jedem  $\omega > 0$  gibt es eine Lösung des 2-Körperproblems mit Massen  $m_1, m_2$ , die gleichförmig kreisförmig mit Frequenz  $\omega > 0$  um den Schwerpunkt  $S=0$  rotiert. Der Radius ist dabei durch die Keplersche Bedingung

$$M = r^3 \cdot \omega^2$$

gegeben. Wir nennen  $(z_1, z_2) = \left( -\frac{m_2}{M} r, +\frac{m_1}{M} r \right)$  eine Zentralkonfiguration (ZK) des 2-Körperproblems.

(ii) Interpretation. Würde man in ein  
(mit  $\omega > 0$ ) rotierendes Koordinatensystem wechseln,

$$(K_0) \quad z = e^{i\omega t} \cdot w, \quad \dot{z} = i\omega e^{i\omega t} \cdot w,$$

so wäre in dem neuen  $w$ -System  $(w_1, w_2) = \left(-\frac{m_2}{M} r, \frac{m_1}{M} r\right)$   
eine Gleichgewichtslage in dem transformierten System.

Vorsicht: Der Koordinatensystemwechsel  $(K_0)$  wird nicht die  
Dgl. des  $N$ -Körperproblems erhalten. Physiker sagen:  
Das  $w$ -System ist kein Inertialsystem mehr.

Idee. Transformiere das ganze ebene  
N-Körperproblem in rotierende Koordinaten  
(mit Frequenz  $\omega > 0$ ) und suche dann nach  
Gleichgewichtslagen  $(w_1, \dots, w_N) \in \mathbb{Q}$ . Dann wäre

$$z_j(t) = w_j e^{i\omega t}, \quad t \in \mathbb{R}, \quad j = 1, \dots, N,$$

(ebene) Lösungen des N-Körperproblems (so genannte  
Zentralkonfiguration). Diese wären dann in gewisser Weise  
die einfachsten Lösungen von (N).

(1.3) Zustandskonfigurationen im  $N$ -Körper-  
problem

Mit

$$z_j = w_j e^{i\omega t}, \quad \forall t \in \mathbb{R},$$

ist zunächst

$$\begin{aligned} |z_j - z_k| &= |w_j e^{i\omega t} - w_k e^{i\omega t}| = |w_j - w_k| \cdot \underbrace{|e^{i\omega t}|}_{=1} \\ &= |w_j - w_k| \end{aligned}$$

für die rechte Seite von (N) erhalten wir  
also

$$-2 D_{\bar{z}_j} V(z) = -2 \sum_{\substack{k=1 \\ k \neq j}}^N \frac{\mu_j \mu_k}{|z_j - z_k|^3} (z_j - z_k)$$

$$= -2 \sum_{\substack{k=1 \\ k \neq j}}^N \frac{\mu_j \mu_k}{|w_j - w_k|^3} (w_j - w_k) \cdot e^{i\omega t}$$

$$= -2 D_{\bar{w}_j} V(w) \cdot e^{i\omega t}$$

da

$$V(z) = - \sum_{j \neq k} \frac{m_j m_k}{|z_j - z_k|} = - \sum_{j \neq k} \frac{m_j m_k}{|w_j - w_k|}$$

$$= V(w).$$

Nun zu linearer Seite:

$$z_j = w_j e^{i\omega t}$$

$$\Rightarrow \dot{z}_j = \dot{w}_j e^{i\omega t} + w_j (i\omega) e^{i\omega t} = (\dot{w}_j + (i\omega) w_j) e^{i\omega t}$$

$$\Rightarrow \ddot{z}_j = (\ddot{w}_j + (i\omega) \dot{w}_j + (i\omega) \dot{w}_j + (i\omega)^2 w_j) e^{i\omega t}$$

$$\Rightarrow m_j \ddot{z}_j = m_j (\ddot{w}_j + 2i\omega \cdot \dot{w}_j - \omega^2 w_j) e^{i\omega t}$$

$$- 2 \gamma_{z_j} V(z) = - 2 \gamma_{w_j} V(w) e^{i\omega t}$$

⇒

$$m_j \ddot{w}_j + 2i m_j \omega \cdot \dot{w}_j - m_j \omega^2 w_j = -2 D_{\vec{w}_j} V(w)$$

Bringt man nun den 2. und 3. Summanden auf die rechte Seite, so kann man dies als „Scheinkräfte“ interpretieren, die auf den  $j$ . Körper wirken. Man erhält so:

$$(**) \quad m_j \ddot{w}_j = \underbrace{-2 D_{\vec{w}_j} V(w)}_1 \quad = \text{„Corioliskraft“} \quad + \underbrace{-2i m_j \omega \cdot \dot{w}_j}_{\text{„Zentrifugalkraft“}} + \underbrace{m_j \omega^2 w_j}_{\text{„Grav.-kraft“}}$$



Eine Gleichgewichtslösung  $(w, \dot{w})$  von (\*\*)  
erfüllt natürlich  $\ddot{w} = 0$ , weshalb dort keine  
Corioliskraft wirkt. In so einem  $w \in Q$  müssen  
dann also Gravitationskraft  $+ 2D_{\dot{w}_j} V(w)$  und  
Zentrifugalkraft  $m_j \omega^2 z_j$  im Gleichgewicht sein,

$$2D_{\dot{w}_j} V(w) = m_j \omega^2 z_j \quad (j = 1, \dots, N)$$