

MATHEMATISCHE MODELLE DER KONTINUUMSMECHANIK [MA2904] SoSe 2019
PROF. DR. DANIEL MATTHES matthes@ma.tum.de
BENEDIKT GRASWALD benedikt.graswald@ma.tum.de

# Aufgabenblatt 5

Tutorübungen am 19./26./27. Juni

#### Aufgabe T5.1 (Diskret vs. Kontinuierlich)

Betrachten Sie die Funktion  $f_{\lambda}(x) = \lambda x(1-x)$  mit  $\lambda > 0$ .

- a) Lösen Sie die Differentialgleichung  $x' = f_{\lambda}(x)$  mit Anfangswert  $x(0) = x_0 \in [0, 1]$ , und diskutieren Sie das qualitative Verhalten der Lösungen.
- b) Betrachten Sie die Iterationsvorschrift  $x_{n+1} = f_{\lambda}(x_n)$  mit Startwert  $x_0 \in [0,1]$ .
  - i) Für welche  $\lambda > 0$  verlässt  $x_n$  nie das Intervall [0,1], für beliebige  $x_0$ ?
  - ii) Bestimmen Sie alle Fixpunkte der Iteration.
  - iii) Bestimmen Sie unter den Parametern aus i) diejenigen  $\lambda$ , für die die Iteration eine periodische Lösung mit kleinster Periode 2 besitzt.
  - iv) Bestimmen Sie für  $\lambda = 4$  ein  $x_0$ , so dass die Iteration eine periodische Lösung mit kleinster Periode 3 liefert.

*Hinweis:* Benutzen Sie die Transformation  $x_n = \sin^2(y_n)$  aus der Vorlesung.

Lösungsvorschlag:

Aufgabenteil a) Wir lösen die Differentialgleichung mittels Trennung der Variablen, d.h.

$$\int_{x(0)}^{x(t)} \frac{\mathrm{d}\xi}{\xi(1-\xi)} = \lambda \int_0^t \mathrm{d}s = \lambda t.$$

Für das Integral auf der linken Seiten berechnen wir die Partialbruchzerlegung und erhalten

$$\frac{1}{x(1-x)} = \frac{1}{x} + \frac{1}{1-x},$$

damit ergibt sich für das Integral

$$\lambda t = \int_{x(0)}^{x(t)} \frac{\mathrm{d}\xi}{\xi(1-\xi)} = \int_{x(0)}^{x(t)} \frac{1}{\xi} + \frac{1}{1-\xi} \mathrm{d}\xi = [\log(\xi) - \log(1-\xi)]_{x_0}^{x(t)} = \log\left(\frac{x(t)}{1-x(t)} \frac{1-x_0}{x_0}\right).$$

Auflösen nach x(t) ergibt

$$x(t) = \frac{x_0}{e^{-\lambda t} + x_0 \left(1 - e^{-\lambda t}\right)}.$$

Unsere Lösung konvergiert streng monoton für alle Startwerte  $\neq 0$  gegen  $x_{\infty} = 1$ .

### Aufgabenteil b)

i) Da sowohl  $\lambda > 0$  als auch  $x_0 \ge 0$  haben wir stets  $f_{\lambda}(x_n) \ge 0$ . Damit  $f_{\lambda}$  für jeden Startwert  $x_0$  auch kleiner als 1 bleibt, muss  $\lambda \le 4$  gelten, denn klarerweise nimmt  $f_{\lambda}(x)$  für jedes  $\lambda > 0$  bei  $x^* = 0.5$  sein Maximum an mit dem Wert  $\frac{\lambda}{4}$ .



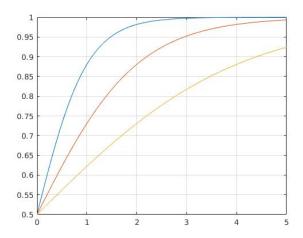


Abbildung 1: Graph der Lösung für den Anfangswert  $x_0 = 0.5, \lambda = 0.5, 1, 2.$ 

ii) Die Fixpunktgleichung lautet  $f_{\lambda}(x) = x$ , woraus wir die quadratische Gleichung erhalten

$$x = \lambda x(1-x) \Longleftrightarrow x \in \{0, 1-\frac{1}{\lambda}\}.$$

iii)

Um periodische Lösungen mit kleinster Periode 2 zu finden betrachten wir die Gleichung  $f_{\lambda}(f_{\lambda}(x)) = x$ . Diese führt auf

$$0 = \lambda^2 x (1 - x) - \lambda^3 x^2 (1 - x)^2 - x = x \left( \lambda^2 (1 - x) - \lambda^3 (x^3 - 2x^2 + x) - 1 \right).$$

Dies ist eine polynomielle Gleichung vierten Grades, jedoch kennen wir bereits zwei Lösungen, nämlich unsere beiden Fixpunkte aus Teilaufgabe ii). Mittels Polynomdivision erhalten wir also

$$0 = -\lambda x \left(x - \left(1 - \frac{1}{\lambda}\right)\right) \left(\lambda^2 x^2 - (\lambda^2 + \lambda)x + \lambda + 1\right).$$

Mittels der pq-Formel erhalten wir nun die beiden Lösungen der quadratischen Gleichung, die uns die echten periodischen Lösungen gibt

$$x_{1/2} = \frac{(\lambda + 1) \pm \sqrt{\lambda^2 - 2\lambda - 3}}{2\lambda}.$$

Damit dies reelle Lösungen liefert, muss  $\lambda^2 - 2\lambda - 3 \ge 0$  sein, was gleichbedeutend zu  $\lambda \ge 3$  ist. Des Weiteren leigen beide Lösungen in unserem erlaubten Intervall [0,1], denn der Term unter der Wurzel ist genau  $(\lambda - 1)^2 - 4$  und somit ist die Wurzel stets (sofern reell) kleiner als  $(\lambda - 1)$ , was auf  $x_{1/2} \in [0,1]$  führt. Unsere einzige Einschränkung an  $\lambda$  ist somit  $\lambda \ge 3$ .

iv) Wir benutzen die Transformation aus der Vorlesung  $x_n = \sin^2(y_n)$  und erhalten

$$x_{n+1} = \sin^2(y_{n+1}) = 4x_n(1 - x_n) = 4\sin^2(y_n)\cos^2(y_n).$$

Ziehen wir die Wurzel erhalten wir zu nächst

$$\sin(y_{n+1}) = \pm 2\sin(y_n)\cos(y_n).$$

Benutzen wir nun das Additionstheorem für den Sinus ergibt sich  $y_{n+1} = 2y_n \mod \pi$  bzw. auch die andere Formel  $y_{n+1} = -2y_n \mod \pi$ .

Benutzen wir nun die Formel für eine periodische Lösung mit Periode 3  $y_{n+3} = y_n$ , erhalten wir

$$y_n \in \{0, \frac{\pi}{7}, 2\frac{\pi}{7}, 3\frac{\pi}{7}, \frac{\pi}{9}, 2\frac{\pi}{9}, \frac{\pi}{3}, 4\frac{\pi}{9}\}.$$

Setzen wir dann  $y_n$  wieder ein, erhalten wir die beiden Fixpunkte  $x \in \{0, \frac{3}{4}\}$ , die  $y \in \{0, \frac{\pi}{3}\}$  entsprechen. Und die sechs periodischeb Lösungen mit Periode 3, z.B.  $x = \sin^2\left(\frac{\pi}{7}\right)$ .

#### Aufgabe T5.2 (Planetenbahnen)

Wir betrachten die Bewegung eines Planeten der Masse  $M_p$  um eine Sonne der Masse  $M_s$ . Dazu seien  $x_p(t)$  die Position des Planeten und  $x_s(t)$  die Position der Sonne. Der orientierte Abstand zwischen Planet und Sonne sei  $x(t) := x_p(t) - x_s(t)$ .

- 1. Stellen Sie die Gleichungen zur Bewegung von Sonne und Planeten auf.
- 2. Zeigen Sie, dass sich die Bewegung des Planeten um die Sonne durch die Gleichung

$$x''(t) = -GM \frac{x(t)}{|x(t)|^3}$$

mit der Gesamtmasse  $M := M_p + M_s$  und der Gravitationskonstanten G beschreiben lässt.

3. Verifizieren Sie, dass Energie und Drehimpuls Erhaltungsgrößen sind.

 $L\"{o}sungsvorschlag$ :

## Aufgabenteil a)

Die Bewegungsgleichungen des Planeten und der Sonne erhalten wir aus der Newtonschen Gleichung F = Mx''(t). Zur Berechnung der Kraft gehen wir vom Gravitationspotential des Systems aus, dieses ist gegeben durch

$$\Phi(x_p, x_s) = -\frac{GM_sM_p}{|x_p - x_s|}.$$

Hieraus erhalten wir die jeweilige Kraft auf Planet

$$F_p = -\nabla_{x_p} \Phi(x_p, x_s) = -\frac{GM_s M_p}{|x_p - x_s|^3} (x_p - x_s)$$

bzw. Sonne

$$F_s = -\nabla_{x_s} \Phi(x_p, x_s) = -\frac{GM_sM_p}{|x_p - x_s|^3} (x_s - x_p),$$

und somit die beiden Bewegungsgleichungen

$$x_p''(t) = \frac{GM_s}{|x_p - x_s|^3} (x_s - x_p)$$
$$x_s''(t) = \frac{GM_p}{|x_p - x_s|^3} (x_p - x_s).$$

#### Aufgabenteil b)

Betrachten wir die Differenz der beiden Bewegungsgleichungen so erhalten wir

$$x_p''(t) - x_s''(t) = \frac{G(M_p + M_s)}{|x_p - x_s|^3} (x_s - x_p),$$

also die gewünschte Bewegungsgleichung der beiden Körper relativ zueinander

$$x''(t) = -\frac{GM}{|x(t)|^3}x(t).$$

## Aufgabenteil c)

Die Energie des Systems setzt sich aus kinetischer und potentieller Energie zusammen, wir erhalten somit die Gesammtenergie

$$E(t) = \frac{1}{2}M_p|x_p'|^2 + \frac{1}{2}M_s|x_s'|^2 - \frac{GM_sM_p}{|x_p - x_s|}.$$

Um zu zeigen, dass die Energie eine Erhaltungsgröße ist, müssen wir diese nach der Zeit ableiten

$$\frac{dE(t)}{dt} = M_p x_p' \cdot x_p'' + M_s x_s' \cdot x_s'' + \frac{GM_s M_p}{|x_p - x_s|^3} (x_p - x_s) \cdot (x_p' - x_s').$$

Setzen wir hier nun für  $x_{p/s}''$  die Bewegungsgleichungen ein, so erhalten wir

$$\frac{dE(t)}{dt} = \frac{GM_pM_s}{|x_p - x_s|^3}(x_p' - x_s') \cdot (x_s - x_p) + \frac{GM_sM_p}{|x_p - x_s|^3}(x_p - x_s) \cdot (x_p' - x_s') = 0.$$

Die Gesammtenergie ändert sich also nicht mit der Zeit.

Entsprechend betrachten wir den Gesammtdrehimpuls des Systems

$$L(t) = M_p(x_p \times x_p') + M_s(x_s \times x_s').$$

Dessen Ableitung nach der Zeit ergibt

$$\frac{dL(t)}{dt} = M_p(x_p' \times x_p' + x_p \times x_p'') + M_s(x_s' \times x_s' + x_s \times x_s'') = M_p(x_p \times x_p'') + M_s(x_s \times x_s'').$$

Setzen wir auch hier für  $x_{p/s}''$  die Bewegungsgleichungen ein, so erhalten wir

$$\frac{dL(t)}{dt} = \frac{GM_pM_s}{|x_p - x_s|^3}x_p \times (x_s - x_p) + \frac{GM_pM_s}{|x_p - x_s|^3}x_s \times (x_p - x_s) = \frac{GM_pM_s}{|x_p - x_s|^3}(x_p - x_s) \times (x_s - x_p) = 0.$$

Auch der Gesammtdrehimpuls ändert sich nicht mit der Zeit.