

## 12. Übung zur Analysis II

Prof. Dr. Marc Nieper-Wißkirchen      Lukas Stoll, M. Sc.

15. Juli 2022\*

**186.** Jede  $\mathbf{K}$ -wertige  $(n \times n)$ -Matrix  $A$  beschreibt bekanntlich eine lineare Abbildung

$$A \in L(\mathbf{K}^n, \mathbf{K}^n) \text{ durch } \begin{pmatrix} p_1 \\ \vdots \\ p_n \end{pmatrix} \mapsto A \cdot \begin{pmatrix} p_1 \\ \vdots \\ p_n \end{pmatrix}.$$

**(a) m.** Bestimme  $\gamma_A$  jeweils für Matrizen der Form:

$$\text{(i) } A = \begin{pmatrix} \lambda_1 & 0 & \dots & 0 \\ 0 & \ddots & \ddots & \vdots \\ \vdots & \ddots & \ddots & 0 \\ 0 & \dots & 0 & \lambda_n \end{pmatrix},$$

$$\text{(ii) } A = \begin{pmatrix} \lambda & 1 & 0 & \dots & 0 \\ 0 & \ddots & \ddots & \ddots & \vdots \\ \vdots & \ddots & \ddots & \ddots & 0 \\ \vdots & & \ddots & \ddots & 1 \\ 0 & \dots & \dots & 0 & \lambda \end{pmatrix},$$

$$\text{(iii) } A = \begin{pmatrix} 0 & \lambda \\ -\lambda & 0 \end{pmatrix}.$$

**(b) m.** Seien  $V$  ein abgeschlossener Untervektorraum des Banachraumes  $E$  und  $B \in L(E, E)$  eine stetige lineare Abbildung, unter der  $V$  *invariant* ist, d. h.  $B(V) \subseteq V$ . Sei  $B^V \in L(V, V)$  die von  $B$  auf  $V$  induzierte stetige lineare Abbildung. Zeige, daß dann  $V$  auch invariant unter  $\exp(B)$  ist und daß gilt

$$\exp(B)|_V = (V \hookrightarrow E) \circ \exp(B^V).$$

---

\*Die Übungsblätter sind bis zur Übung am 22. Juli 2022 zu bearbeiten.

Im Falle  $E = \mathbf{K}^n$  gilt also (?)

$$\exp(A) = \begin{pmatrix} \exp(A_1) & 0 & \dots & 0 \\ 0 & \ddots & \ddots & \vdots \\ \vdots & \ddots & \ddots & 0 \\ 0 & \dots & 0 & \exp(A_m) \end{pmatrix},$$

wenn

$$A = \begin{pmatrix} A_1 & 0 & \dots & 0 \\ 0 & \ddots & \ddots & \vdots \\ \vdots & \ddots & \ddots & 0 \\ 0 & \dots & 0 & A_m \end{pmatrix},$$

eine Block-Diagonalmatrix ist.

(c) s. Löse die folgenden Anfangswertaufgaben:

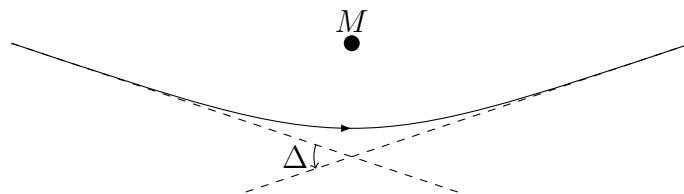
(i)  $y' = \begin{pmatrix} 1 & 2 \\ 1 & 0 \end{pmatrix} \cdot y, y(0) = \begin{pmatrix} 1 \\ -1 \end{pmatrix};$

(ii)  $y' = \begin{pmatrix} 3 & -1 \\ 1 & 1 \end{pmatrix} \cdot y, y(0) = \begin{pmatrix} 1 \\ 11 \end{pmatrix};$

(iii)  $y' = \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 \\ -1 & 0 & -1 \\ 0 & 1 & 0 \end{pmatrix} \cdot y, y(0) = \begin{pmatrix} \sqrt{2} \\ 0 \\ \sqrt{2} \end{pmatrix}.$

(Tip: Führe geschickte Transformationen an der Matrix durch, und beachte, daß  $C \cdot \exp(A) \cdot C^{-1} = \exp(C \cdot A \cdot C^{-1})$  gilt, sowie Teil (a).)

**187.** Aufgrund seiner Allgemeinen Relativitätstheorie behauptete Albert Einstein die Ablenkung von Licht durch große Massen. Durch Beobachtungen während der Sonnenfinsternis am 29.5.1919 wurde der exakte Winkel  $\Delta$  der Lichtablenkung bestätigt, was wesentlich zur Anerkennung der Allgemeinen Relativitätstheorie beitrug.

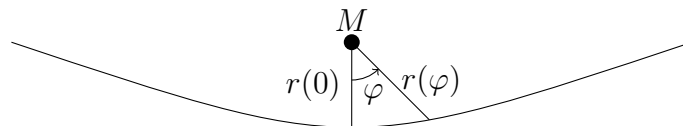


Einstein ging davon aus, daß in der Nähe einer großen Masse anstatt der euklidischen Geometrie (oder korrekter: der Minkowskischen Geometrie) die

sogenannte Schwarzschild-Geometrie zugrundelegen ist. Danach bewegt sich ein nahe an der Masse  $M$  vorbeifliegendes ruhemasseloses Teilchen, etwa ein Photon, in einer Ebene, und zwar gemäß der Differentialgleichung

$$y'' + y = 3My^2,$$

wobei  $y$  die Funktion  $\varphi \mapsto 1/r(\varphi)$  und  $(r(\varphi), \varphi)$  die Bahnbeschreibung mit Hilfe von Polarkoordinaten ist.



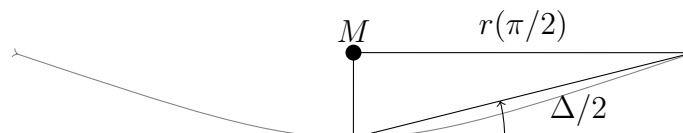
Wir legen die Richtung  $\varphi = 0$  so fest, daß  $r(0)$  der minimale Abstand des Photons vom Massenschwerpunkt ist, also  $y'(0) = 0$ . Im Falle der Beobachtungen vom 29.5.1919 ist  $r(0)$  der Sonnenradius und  $M$  die Sonnenmasse in geeigneten natürlichen Einheiten. Wenn wir  $r(0) = 1$  (also  $y(0) = 1$ ) normieren, so ist  $3M = 6,5 \cdot 10^{-6}$  zu setzen. Beachte: Im Falle  $M = 0$  wäre  $y \equiv \cos$ , was einer geradlinigen Bewegung entspricht (?).

- (a) **s.** Bestimme  $y$  approximativ nach Einsteins Methode: Da  $M$  sehr klein ist, ist  $y$  ungefähr  $\cos$ . Daher bestimmte er eine approximative Lösung  $y_E$ , indem er die modifizierte Anfangswertaufgabe

$$y'' + y = 3M \cos^2(x), \quad y(0) = 1, y'(0) = 0$$

exakt löste.

- (b) **s.** Bestimme  $y(\pi/2)$  numerisch mit Hilfe des Runge–Kutta-Verfahrens (siehe Abschnitt 11.5); 50 Einzelschritte sollten dabei genügen.
- (c) **m.** Da die Ablenkung  $\Delta$  des Lichtes durch die Sonnenmasse äußerst gering ist und nur in Sonnennähe stattfindet, machen wir nur einen vernachlässigbaren Fehler, wenn wir  $\Delta$  gemäß der folgenden Skizze bestimmen:



Wie groß ist  $\Delta$  ungefähr (Angabe in Winkelsekunden;  $1'' = 1^\circ/3600$ ), wenn die Werte von oben zugrundegelegt werden?

(Der 1919 von Crommelin und Davidson gemessene Wert für die Ablenkung  $\Delta$  war  $1,98'' \pm 0,18''$ . Durch Messungen an Radiosternen wurde 1976 von Formalant und Sramek ein verbesserter Wert für  $\Delta$  von  $1,777'' \pm 0,03''$  bestimmt.)

**188. s. Bewegung in einem Zentralkraftfeld.** Es seien  $E$  ein  $\mathbf{R}$ -Banachraum,  $B$  eine offene Teilmenge von  $E$ , und  $g: B \rightarrow \mathbf{R}$  eine lokal Lipschitz-stetige Funktion, d. h.:

$$\forall v \in B \exists \varepsilon \in \mathbf{R}_+ \exists L \in \mathbf{R}_+ \forall v_1, v_2 \in B \cap U_\varepsilon(v): |g(v_1) - g(v_2)| \leq L \cdot \|v_1 - v_2\|.$$

Physiker mögen dann die Funktion

$$f: B \rightarrow E, v \mapsto g(v) \cdot v$$

als ein „Zentralkraftfeld“ mit Zentrum 0 interpretieren. Es seien nun  $y: I \rightarrow E$  eine Lösung der Differentialgleichung  $y'' = f(y)$ ,  $\xi \in I$ , und  $U$  der Untervektorraum von  $E$ , der von den Vektoren  $y(\xi)$  und  $y'(\xi)$  aufgespannt wird. Zeige:

- (a) Es ist  $y(I) \subseteq U$ ; sind  $y(\xi)$  und  $y'(\xi)$  also linear unabhängig, so beschreibt  $y$  eine *ebene Bewegung*. (Warum kommt diese Aufgabe erst jetzt?)
- (b) Im Falle  $\dim U = 2$  sei  $\omega: U \times U \rightarrow \mathbf{R}$  eine *Volumenform* von  $U$ , d. h. eine alternierende Bilinearform (also  $\omega(u, v) = -\omega(v, u)$  für alle  $u, v \in U$  und damit  $\omega(u, u) = 0$ ) mit  $\omega \neq 0$ . Dann ist die Funktion  $I \rightarrow \mathbf{R}, t \mapsto \omega(y(t), y'(t))$  konstant. Für Physiker ist hierin der „Drehimpuls-Erhaltungssatz“ enthalten, der nach Integration in das *zweite Keplersche Gesetz* übergeht.

**189. m. Topologische Teilräume.** Sei  $E$  ein topologischer Raum und  $M$  eine nicht leere Teilmenge von  $E$ . Dann ist  $\mathfrak{T}_M := \{G \cap M \mid G \in \mathfrak{T}(E)\}$  eine topologische Struktur von  $M$ , die sog. von  $E$  oder von  $\mathfrak{T}(E)$  auf  $M$  induzierte *Teilraumtopologie*.  $(M, \mathfrak{T}_M)$  heißt auch *topologischer Teilraum* von  $E$ .

Ist  $d$  eine Metrik auf  $E$  und  $d_M := d|_{(M \times M)}$  (vgl. Abschnitt 3.7), so ist  $\mathfrak{T}(M, d_M)$  die von  $\mathfrak{T}(E, d)$  auf  $M$  induzierte Teilraumtopologie.

**190. s. Produkte topologischer Räume.**

- (a) Sei  $(E_i)_{i \in I}$  eine Familie topologischer Räume und

$$E := \prod_{i \in I} E_i := \{p = (p_i)_{i \in I} \mid \forall i \in I: p_i \in E_i\}$$

ihr Produkt. Mit  $\text{pr}_i: E \rightarrow E_i, (p_i)_{i \in I} \mapsto p_i, i \in I$ , bezeichnen wir die kanonischen Projektionsabbildungen.

Dann nennen wir eine Teilmenge  $G \subseteq E$  von  $E$  *offen*, wenn

$$\forall p \in G \exists i_1, \dots, i_n \in I \exists U_1 \in \mathfrak{U}(p_{i_1}, E_{i_1}), \dots, U_n \in \mathfrak{U}(p_{i_n}, E_{i_n}): \\ \text{pr}_{i_1}^{-1}(U_1) \cap \dots \cap \text{pr}_{i_n}^{-1}(U_n) \subseteq G.$$

Das System  $\mathfrak{T}(E)$  der so definierten offenen Mengen von  $E$  ist eine topologische Struktur von  $E$ . Ist  $G \in \mathfrak{T}(E_i)$ , so ist  $\text{pr}_i^{-1}(G) \in \mathfrak{T}(E)$ .

- (b) Sind  $(E_1, d_1), \dots, (E_n, d_n)$  metrische Räume, so stimmt die topologische Struktur  $\mathfrak{T}(E, d)$  des in Abschnitt 3.3 definierten metrischen Produktraumes  $(E, d)$  mit der in (a) definierten topologischen Struktur  $\mathfrak{T}(E)$  des Produktes der topologischen Räume  $(E_i, \mathfrak{T}(E_i, d_i))_{i \in I}$  überein.

**191. s. Eine exotische topologische Struktur auf  $\mathbf{R}$ .** Sei

$$\mathfrak{T} := \{\emptyset, \mathbf{R}\} \cup \{]a, \infty[ \mid a \in \mathbf{R}\}.$$

Zeige:

- (a) Es ist  $\mathfrak{T}$  eine topologische Struktur auf  $\mathbf{R}$ .  
 (b) Eine Folge reeller Zahlen  $(a_n)_{n \geq 0}$  konvergiert genau dann in  $(\mathbf{R}, \mathfrak{T})$ , wenn sie nach unten beschränkt ist. Gib im Falle der Konvergenz alle Grenzwerte an.  
 (c) Es ist  $(\mathbf{R}, \mathfrak{T})$  kein Hausdorff-Raum.

**192. m.** Seien  $E$  ein topologischer Raum und  $M, N \subseteq E$  Teilmengen. Beweise, daß  $(M \cap N)^o = M^o \cap N^o$ . Gilt auch  $(M \cup N)^o = M^o \cup N^o$ ?