Klassische Theorie partieller Differentialgleichungen

Wintersemester 17/18

Philipp Beck, Daniel Winkle

30. Oktober 2017

1 EINFÜHRUNG

GITHUB SUCKS Hard

1.1 PARTIELLE DIFFERENTIALGLEICHUNGEN AUS DER PHYSIK

1.1 Elektrostatik:

Sei $\rho: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}$ eine Ladungsverteilung bzw. Dichte und $E: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$ ein elektrisches Feld. Aus der Physik ist der Zusammenhang

$$\underbrace{\int_{\Omega} \rho \, dx}_{\text{Ladung in } \Omega} = \underbrace{\int_{\partial \Omega} n \, E \, d\sigma}_{\text{Aus } \Omega \text{ ausflickendes Feld}}^{\text{Gauß-O.}} \int_{\Omega} \text{div } E \, dx$$

für "alle" Gebiete $\Omega \subseteq \mathbb{R}^3$ bekannt. Hierbei ist n der aus Ω hinauszeigende Normaleneinheitsvektor. Da Ω beliebig ist, folgt

$$\rho = \operatorname{div} E := \partial_{x_1} E_1 + \partial_{x_2} E_2 + \partial_{x_3} E_3.$$

Außerdem ist ein elektrisches Feld wirbelfrei, womit

$$\operatorname{rot} E := \nabla \times E = \begin{pmatrix} \partial_{x_1} \\ \partial_{x_2} \\ \partial_{x_3} \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} E_1 \\ E_2 \\ E_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \partial_{x_2} E_3 - \partial_{x_3} E_2 \\ \partial_{x_3} E_1 - \partial_{x_1} E_3 \\ \partial_{x_1} E_2 - \partial_{x_2} E_1 \end{pmatrix} = 0$$

gilt. Damit besitzt ein E ein Potential $\varphi: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}$, d.h. es gilt

$$E = \operatorname{grad} \varphi := \nabla \varphi := \begin{pmatrix} \partial_{x_1} \varphi \\ \partial_{x_2} \varphi \\ \partial_{x_1} \varphi \end{pmatrix} \Rightarrow \Delta \varphi = \rho.$$

Dabei bezeichnet

$$\Delta = \partial_{x_1}^2 + \partial_{x_2}^2 + \partial_{x_3}^2$$

den Laplace-Operator. Nun bezeichnet man

$$\Delta \varphi = \rho$$
$$\Delta \varphi = 0$$

als Poisson-bzw. Laplacegleichung.

1.2 Wärmeleitung:

Sei $\nu:[0,\infty)\times\mathbb{R}^3\to\mathbb{R}$ eine Temperaturverteilung. Dann ist die Wärmeenergie durch

$$\int_{\Omega} c \cdot \nu(t, x) \, \mathrm{d}x$$

für eine Materialkonstante c gegeben. Die Energieänderung erhält man nun durch

$$\int\limits_{\Omega} c \cdot \nu(t_1, x) \ \mathrm{d}x - \int\limits_{\Omega} c \cdot \nu(t_2, x) \ \mathrm{d}x \stackrel{\mathrm{Physik}}{=} \int\limits_{t_1}^{t_2} \underbrace{\int\limits_{\partial \Omega} \alpha \ \nabla \nu(t, x) \cdot n \ \mathrm{d}x}_{\text{W\"{a}rmefluss aus } \Omega} \ \mathrm{d}t$$

$$\stackrel{\text{Gauß-O.}}{=} \int_{t_1}^{t_2} \int_{\Omega} \nabla \cdot (\alpha \nabla \nu(t, x)) \, dx \, dt.$$

Da t_1, t_2 und Ω beliebig war, folgt

$$\int_{\Omega} c \, \partial_t \nu(t, x) \, dx = \int_{\Omega} \nabla \cdot (\alpha \, \nabla \nu(t, x)) \, dx$$

und

$$\partial_t \nu(t,x) = \frac{1}{c} \nabla \cdot (\alpha \nabla \nu(t,x)).$$

Es folgt

$$\partial_t \nu(t, x) = \frac{\alpha}{c} \Delta \nu(t, x),$$

falls α eine Konstante ist. Diese Differentialgleichung nennt man homogene Wärmeleitunsgleichung.

1.3 Schallausbreitung:

Durch

$$\partial_t^2 u - c \ \gamma u = 0$$

ist die homogene Wellengleichung mit Ausbreitungsgeschwindigkeit c>0 gegeben. Weiter ist mit

$$v = \frac{1}{\rho} \nabla u$$

die Geschwindigkeitsverteilung und mit

$$p = p_0 - \partial_t u$$

die Druckverteilung gegeben. Man wählt

$$u(t,x) = e^{i\lambda t}w(x)$$

als Ansatz zur Entkopplung von Zeit und Ort. Durch Einsetzen erhält man

$$-\lambda^{2}e^{i\lambda t}w(x) - ce^{i\lambda t}\Delta w(x) = 0 \Leftrightarrow \Delta w(x) + \frac{\lambda^{2}}{c}w(x) = 0$$

die Helmholtz-Gleichung.

1.4 Quantenmechanik:

Es ist die Aufenthaltsgeschwindigkeit

$$\varphi: [0,\infty) \times \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}$$

eines Elektrons gesucht. Insbesondere muss

$$\int_{\mathbb{R}^3} \varphi(t, x) \, \, \mathrm{d}x = 1$$

erfüllt sein. Man findet φ durch Lösen der durch

i
$$\partial_t \varphi = -\Delta \varphi$$

gegebenen Schrödingergleichung.

1.5 Plattengleichung:

Die Plattengleichung ist durch

$$\partial_t^2 - c \ \Delta^2 u = 0$$

gegeben.

1.6 Elektromagnetische Wellen:

Gegeben sei die Stromdichte $j:[0,\infty)\times\mathbb{R}^3\to\mathbb{R}^3$ und die Ladungsdichte $\rho:[0,\infty)\times\mathbb{R}^3\to\mathbb{R}$. Gesucht ist nun die elektrische/magnetische Feldstärke $E,H:[0,\infty)\times\mathbb{R}^3\to\mathbb{R}^3$, welche die vier

$$\partial_t E + j = \nabla \times H$$
$$\partial_t H = -\nabla \times E$$
$$\nabla \cdot E = \rho$$
$$\nabla \cdot H = 0$$

Maxwell-Gleichungen erfüllen. Durch

$$\Delta E = \nabla(\nabla \cdot E) - \nabla \times (\nabla \times E) = \nabla \rho + \nabla \times \partial_t H = \nabla \rho + \partial_t (\nabla \times H)$$
$$= \nabla \rho + \partial_t (\partial_t E + j)$$

folgt mit

$$\partial_t^2 E = \Delta E - \partial_t j - \nabla \rho$$

die inhomogene Wellengleichung

1.2 Typeinteilung

1.7 Definition:

Sei die lineare partielle Differentialgleichung 2. Ordnung gegeben durch

$$\sum_{i,k=0}^{n} a_{ik}(x) \ \partial_{x_i} \partial_{x_k} u(x) + \sum_{i=0}^{n} b_i(x) \ \partial_{x_i} u(x) + c(x) \ u(x). \tag{1.2.1}$$

Dabei ist $A(x) = (a_{ik}(x))_{i,k=0,...,n}$ eine reelle symmetrische Matrix und es gilt $x = (x_0, x_1, ..., x_n) \in [0, \infty) \times \mathbb{R}^n$.

Seien $\lambda_1(x), \ldots, \lambda_n(x)$ die nicht notwendigerweise verschiedenen Eigenwerte von A(x). Die Eigenwerte werden entsprechend ihrer Vielfachheit gezählt. Dann nennt man

$$d(x) = \#\{j \in \{0, \dots, n\} \mid \lambda_j(x) = 0\}$$

die Defektzahl und

$$t(x) = \#\{j \in \{0, \dots, n\} \mid \lambda_j(x) < 0\}$$

den *Trägheitsindex*. Nun heißt die Differentialgleichung 1.2.1 im Punkt x

- (i) hyperbolisch, falls d(x) = 0 und $t(x) \in \{1, n\}$.
- (ii) **parabolisch**, falls d(x) > 0.
- (iii) elliptisch, falls d(x) = 0 und $t(x) \in \{0, n+1\}$.
- (iv) ultrahyperbolisch, falls d(x) = 0 und 1 < t(x) < n.
- 1.8 Beispiele: (a) Für die Wellengleichung

$$\partial_t^2 u - \Delta u = 0$$

ist

$$(a_{ik}) = \operatorname{diag}(1, -1, \dots, -1)$$

unabhängig von x. Damit ist t(x) = n und d(x) = 0. Also ist die Wellengleichung hyperbolisch.

(b) Für die Laplace-bzw. Poissiongleichung

$$\Delta u = 0, \quad \Delta u = f$$

gilt

$$(a_{ik}) = Id = diag(1, ..., 1),$$

woraus d(x) = t(x) = 0 folgt. Damit sind beide Gleichungen elliptisch.

(c) Genauso wie in (b) erkennt man, dass die Helmholtz-Gleichung

$$\Delta u + c \ u = 0$$

elliptisch ist.

(d) Die Wärmeleitunsgleichung

$$\partial_t u - \Delta u = 0$$

ist mit

$$(a_{ik}) = diag(0, -1, \dots, -1)$$

parabolisch (d(x) = 1).

(e) Die Tricomi-Gleichung

$$x_2 \partial_{x_1}^2 u + \partial_{x_2}^2 u = 0$$

mit

$$a_{ik}(x_1, x_2) = \begin{pmatrix} x_2 & 0\\ 0 & 1 \end{pmatrix}$$

ist

- elliptisch für $x_2 > 0$.
- parabolisch für $x_2 = 0$.
- hyperbolisch für $x_2 < 0$.
- 1.9 Fragen: 1. Existenz von Lösungen.
 - 2. Berechnung oder Konstruktion von Lösungen.
 - 3. Welche Bedingungen sind für die Eindeutigkeit zu stellen.
 - 4. Stetige Abhängigkeit der Lösung von gegebenen Daten.

1.10 Bezeichnungen:

Mit

$$\operatorname{supp}(f) := \overline{\{x \in D(f) \mid f(x) \neq 0\}}$$

bezeichnet man den Träger / Support von f. Mit

$$C_0^k(\Omega):=\{f\in C^k(\Omega\to\mathbb{R}),\ \mathrm{supp}(f)\subset\Omega\ \mathrm{kompakt}\}$$

bezeichnet man die kompakt getragenen und k-mal stetig differenzierbaren Funktionen. Im Folgenden sei $\Omega \subseteq \mathbb{R}^m$ ein Gebiet mit glattem Rand $\partial\Omega$, sodass der Satz von Gauß-Ostrogradski angewendet werden kann. Insbesondere gilt dann die *Greensche Formel*

$$\int_{\Omega} (f \nabla g - \nabla f g) dx = \int_{\partial \Omega} f n \cdot \nabla g - g n \cdot \nabla f dx,$$

wobei n der aus Ω zeigende Normaleneinheitsvektor ist.

2 GANZRAUMPROBLEME

2.1 DIE LAPLACE-POISSON GLEICHUNG

2.1 Definition:

Man nennt $u \in C^2(\Omega \to \mathbb{R})$ harmonisch, falls

$$\Delta u = 0$$

in Ω erfüllt ist.

Nun sucht man eine radialsymmetrische harmonische Funktion u=u(|x|)=u(r). Den Laplace-Operator kann man durch

$$\Delta = \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{m-1}{r} \frac{\partial}{\partial r} + \text{Terme mit Ableitung nach Winkeln}$$

in Polarkoordinaten im \mathbb{R}^m schreiben. Damit erhält man mit

$$u''(r) + \frac{m-1}{r} u'(r) = 0$$

das Fundamentalsystem

$$u(r) = c, \quad u(r) = \begin{cases} \frac{c}{r^{m-2}}, & \text{falls } m \ge 3\\ c & \ln(r), & \text{falls } m = 2 \end{cases}$$

der Laplace-Gleichung.

2.2 Definition:

Die Fundamentallösung der Laplacegleichung ist durch

$$\Phi_m(r) := \begin{cases} \frac{1}{2\pi} \ln(r), & \text{falls } m = 2\\ \frac{-1}{(m-2) |S_{m-1}| r^{m-2}}, & \text{falls } m \ge 3 \end{cases}$$

gegeben. Dabei ist $|S_{m-1}|$ das Maß der Einheitssphäre in \mathbb{R}^m . Es gilt beispielsweise $|S_1| = 2\Pi$.