Appunti di

EQUAZIONI ALLE DERIVATE PARZIALI PARTE ANALITICA

Dalle lezioni del Prof. Sandro Salsa & Gianmaria Verzini per il corso di Ingegneria Matematica

di Teo Bucci & Filippo Cipriani

 $\begin{array}{c} {\rm Politecnico~di~Milano} \\ {\rm A.A.~2020/2021} \end{array}$

Appunti di Equazioni alle Derivate Parziali

© Gli autori, tutti i diritti riservati

Sono proibite tutte le riproduzioni senza autorizzazione scritta degli autori.

Revisione del 4 maggio 2021

Developed by Teo Bucci - teobucci8@gmail.com

Filippo Cipriani - filippo.cipriani99@hotmail.it

Compiled with \heartsuit

Per segnalare eventuali errori o suggerimenti potete contattare gli autori.

Indice

I Equazioni alle Derivate Parziali					
1	Mod	delli matematici	3		
	1.1	Distinzione di EDP	3		
	1.2	Problema ben posto	4		
	1.3	Topologia di \mathbb{R}^n	5		
	1.4	Topologia indotta	7		
	1.5	Ripasso di Analisi 2 e 3	8		
	1.6	Domini regolari e Lipschitziani	9		
	1.7	ÿ .	10		
	1.8	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	11		
2			13		
	2.1		13		
		8	14		
	2.2	1	15		
	2.3	1	16		
	2.4	Problemi in dimensione $n > 1$	22		
	2.5	Principi di massimo	23		
	2.6	Conseguenze del principio di massimo debole	24		
		2.6.1 Corollario del massimo debole	24		
		2.6.2 Principio di massimo forte	25		
	2.7	Soluzione fondamentale $n = 1 \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots$	26		
		2.7.1 Passo 1	26		
		2.7.2 Passo 2	29		
		2.7.3 Modellazione matematica della sorgente d'origine	31		
		2.7.4 Interpretazione della $\Gamma_D(x,t)$	31		
		2.7.5 Soluzione fondamentale in $n > 1$	31		
	2.8		32		
			34		
			34		
	2.9		35		
	2.10	•	36		
			37		
			38		
3	Equ	azione di Laplace-Poisson	41		
	3.1	1 1	41		
	3.2		43		
	3.3	Funzioni armoniche	46		
		3.3.1 Proprietà di media	46		
		3.3.2 Principio di massimo	48		
		3.3.3 Conseguenze del principio di massimo	49		
	3.4	Laplaciano in coordinate cilindriche	50		
	3.5		51		
	3.6		55		
	3 7		57		

	3.8	La funzione di Green	57
	3.9	Soluzione di Green	59
4	Leg	gi di conservazioni scalari	61
	4.1	Caso omogeneo	62
	4.2	Caso non omogeneo	63
	4.3	Modelli di dinamica del traffico	63
		4.3.1 Coda al semaforo	65
		4.3.2 Traffico fermo a valle	68
	4.4	Ritorno al metodo delle caratteristiche	69
	4.5	Soluzione debole	73
		4.5.1 Condizione di Rankine-Hugoniot	75
		4.5.2 Condizione di entropia	78
5	Le	onde	85
0	5.1	Equazione della corda vibrante in $n = 1 \dots \dots \dots \dots \dots \dots$	
	5.2	Energia	
	5.3	Problema di Cauchy globale $(n = 1)$	
	5.4	Equazione delle onde in più dimensioni, $n \geq 2$	95
	0.1	5.4.1 Problemi ben posti: unicità	
	5.5	Problema di Cauchy globale $(n = 2, n = 3)$	
	0.0	5.5.1 Caso $n = 3$	
		5.5.2 Caso $n = 2$	
		$0.9.2 \text{Caso } n = 2 \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots $	100
ΙΙ	\mathbf{A}	nalisi Funzionale	109
-	т ,		
1		o a abiono	111
	1.1	Approssimazione di vettori	
	1.2	Operatori lineari	110
2	Dist		125
	2.1	Richiami su funzioni test e distribuzioni	
	2.2	Esercizio (controesempio derivata debole-classica)	127
3	Un'	applicazione: formulazione variazionale per l'equazione di Poisson	139

Parte I Equazioni alle Derivate Parziali

Capitolo 1

Modelli matematici

Lezione Verzini 1 22/02/2021

Un modello matematico è un compromesso tra complessità del mondo reale e idee astratte della matematica. Li applicheremo spesso nel contesto della meccanica dei continui.

Ci serviranno due mattoni principali

- leggi generali (conservazione, bilancio dell'energia, della massa, della carica)
- leggi costitutive, di natura sperimentale, costruite ad hoc per catturare la natura essenziale del fenomeno che osserviamo (di Fourier, di Fiek, di Ohm...)

Si perviene quindi a equazioni o sistemi di equazioni ordinarie o alle derivate parziali.

Una EDP è un'equazione della forma

$$F(\mathbf{x}, t, u, u_t, u_{x_i}, u_{x_i x_i}, \dots) = 0 \quad \mathbf{x} \in \mathbb{R}^n$$

L'ordine di un'equazione è l'ordine massimo di derivazione.

1.1 Distinzione di EDP

Si distinguono

- \bullet equazioni lineari: F è un polinomio di primo grado in u e in tutte le derivate parziali
- equazioni non lineari
 - -semilineari: ${\cal F}$ è non lineare solo rispetto ad u
 - quasilineari: F è lineare nelle derivate di ordine massimo, con coefficienti che possono dipendere da u e dalle derivate di ordine inferiore
 - completamente non lineari: F è non lineare nelle derivate di ordine massimo

DEFINIZIONE 1.1 — Laplaciano. Definiamo il laplaciano di $u = u(x_1, \dots, x_n)$

$$\Delta u = \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial^2 u}{\partial x_j^2}$$

Esempi.

• Lineare

Calore o diffusione

$$u_t - D(x, t)\Delta u = f$$

Laplace/Poisson

$$\Delta u = f(x, t)$$

Onde

$$u_{tt} - c^2 \Delta u = 0$$
 $c(x, t)$

- Non lineare
 - Semilineare

Fisher-Kolmogorov

$$u_t - D\Delta u = f(u) = ru(1-u)$$

- Quasi lineare

Burgers

$$u_t + u \cdot u_x = \varepsilon u_{xx} \quad x \in \mathbb{R}$$

Equazione delle superfici minime (o delle bolle di sapone)

$$\operatorname{div}\left(\frac{\nabla u}{\sqrt{1+|\nabla u|^2}}\right) = 0$$

- Completamente non lineare

Iconale (ottica geometrica)¹

$$|\nabla u|^2 = c(x)$$

Altro esempio di equazione completamente non lineare.

Sia $u = u(x), x \in \mathbb{R}$, consideriamo un'equazione del secondo ordine lineare

$$\mathcal{L}u = \sum_{i,j=1}^{n} a_{ij}(x)u_{x_ix_j} = a_{11}(x)u_{x_1x_1} + \ldots + a_{nn}(x)u_{x_nx_n}$$

Prendo due operatori del tipo $\mathcal{L}_1 u$ e $\mathcal{L}_2 u$. Allora

$$F(u)(x) = \max\{\mathcal{L}_1 u(x), \mathcal{L}_2 u(x)\}\$$

è completamente non lineare.

Se è presente il tempo, si possono assegnare delle condizioni iniziali.

1.2 Problema ben posto

Compito dell'analisi teorica è, una volta costruito il modello consono, stabilire quale tipo di dati è necessario assegnare per ottenere

1. Esistenza

L'esistenza è un controllo di consistenza, perché il modello non è la realtà, ma cerca di copiarla.

$$\operatorname{div}(\nabla u) = \Delta u = 0$$
$$\operatorname{div}(a(x)\nabla u) = \nabla a \cdot \nabla u + a\Delta u$$

Voglio $u \in C^2$, ci sono problemi se esce un termine a che tiene conto dell'anisotropia (discontinuità), perché ∇a non ha senso, essendo discontinuo.

2. Unicità

L'unicità è importante per l'approssimazione, vogliamo essere certi che ci sia un'unica soluzione a cui far tendere l'approssimazione.

 $^{{}^{1}}c(x)$ è l'indice di rifrazione.

1.3. Topologia di \mathbb{R}^n

3. Dipendenza continua dai dati

La dipendenza continua dai dati è importante perché è una forma di stabilità rispetto all'argomento. In generale, siano g_1, g_2 i dati di un problema e u_1, u_2 le corrispondenti soluzioni. Vi è stabilità se

5

$$dist(g_1, g_2) \to 0 \implies dist(u_1, u_2) \to 0$$

Un problema di questo tipo è un problema ben posto secondo Hadamard..

Non abbiamo ancora definito quale distanza utilizzare, ricordiamone alcune per il momento. Supponiamo che g_1, g_2 siano due funzioni definite su una certa regione in $R \subseteq \mathbb{R}^n$.

• norma infinito

$$||g_1 - g_2||_{L^{\infty}(R)} = \sup_{x \in R} |g_1(x) - g_2(x)|$$

• media quadratica

$$\left(\frac{1}{|R|} \int_{R} |g_1(x) - g_2(x)|^2 dx\right)^{1/2}$$

L'obiettivo delle prossime lezioni è guardare un'equazione del tipo

$$u_t - D\Delta u + \mathbf{v} \cdot \nabla u + ru = f(x, t)$$

e dedurre subito che

- $\bullet\,$ il primo è un tasso di variazione di unel tempo
- il secondo è un termine di diffusione
- il terzo è trasporto
- il quarto è una reazione o decadimento
- l'ultimo è una sorgente esogena

Lezione 2 23/02/2021

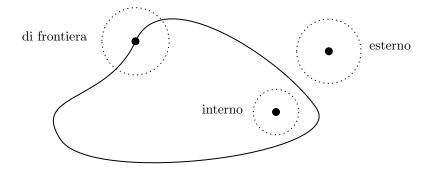
1.3 Topologia di \mathbb{R}^n

Definizione 1.2 — Palla aperta. Definiamo il concetto generale di intorno aperto, di raggio r centrato in $\mathbf x$

$$B_r(\mathbf{x}) = \{ \mathbf{y} \in \mathbb{R}^n : |\mathbf{y} - \mathbf{x}| < r \}$$

Sia $E \subseteq \mathbb{R}^n$, $\mathbf{x} \in \mathbb{R}^n$ si dice

- punto interno ad E se $\mathbf{x} \in E$ ed esiste una sfera tale che $B_r(\mathbf{x}) \subset E$
- punto esterno ad E se esiste una sfera $B_r(\mathbf{x}) \subset \mathbb{R}^n \setminus E$
- punto di frontiera per E se ogni sfera $B_r(\mathbf{x})$ contiene punti di E e del complementare. I punti di frontiera possono appartenere ad E o meno.



- \mathbf{x} è punto limite o di accumulazione per E se $\forall B_r(\mathbf{x})$ contiene ∞ punti di E. Equivalentemente: se $\exists \{\mathbf{x}_k\} \subset E : \mathbf{x}_k \to \mathbf{x} \text{ per } k \to +\infty$.
- Un punto che non è di accumulazione è un punto isolato.

Sia $E \subseteq \mathbb{R}^n$, E si dice

- aperto se $\forall \mathbf{x} \in E$, \mathbf{x} è interno ad E^2
 - Un aperto E si dice connesso se non si può scrivere come unione di due aperti non vuoti e disgiunti, oppure se esiste una curva contenuta nell'insieme che congiunge tutti i punti.

Chiameremo dominio un aperto connesso.

- chiuso se $\mathbb{R}^n \setminus E$ è aperto, oppure se contiene tutti i propri punti di frontiera $\partial E \subseteq E$, oppure se contiene tutti i propri punti limite.
- si dice **chiusura** di E l'insieme $\overline{E} = \partial E \cup E$
- si dice **convesso** se $\forall x, y \in E$ il segmento che li congiunge è contenuto nell'insieme

$$[x, y] = \{tx + (1 - t)y, 0 \le t \le 1\} \subseteq E$$

Un insieme convesso è automaticamente connesso, ma non in generale il contrario.

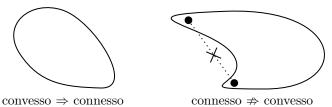


Figura 1.1: Controesempio insieme connesso che non implica convesso.

- \bullet si dice **compatto** se da *qualunque* copertura aperta di E si può estrarre una sottocopertura finita.³
- si dice **limitato** se esiste una sfera $B_r(0)$ che contiene E, cioè se $\exists B_r(0) : E \subset B_r(0)$

NB. \mathbb{R}^n è sia aperto che chiuso, ma allora anche il suo complementare, l'insieme vuoto, lo è. Sono gli unici due insiemi in \mathbb{R}^n che lo sono.

DEFINIZIONE 1.3 — Copertura. Una famiglia \mathcal{F} di aperti si dice copertura di E se

$$\bigcup_{A \in \mathcal{F}} A \supset E$$

Esempio.

Tipici esempi di compatti sono gli intervalli **chiusi** e **limitati** in \mathbb{R}

$$E = [a, b] \subset \mathbb{R}$$

Controe sempio.

Se consideriamo E=(0,1] non è chiuso. Consideriamo la famiglia di aperti

$$A_k = \left(\frac{1}{k}, 1 + \frac{1}{k}\right), k = 1, 2, \dots \Rightarrow \bigcup_{k=1}^{\infty} A_k \supset E$$

Tuttavia non riesco a estrarre nessuna sottocopertura *finita*, perché lascerei fuori degli elementi vicino all'origine.

²per esempio $B_r(\mathbf{x})$ è un aperto.

 $^{^3}$ In \mathbb{R}^n vale l'implicazione

1.4 Topologia indotta

Sia X un insieme. Introdurre una topologia in X significa introdurre una famiglia A, i cui elementi saranno **aperti**, con le seguenti proprietà

- X e \varnothing appartengono ad A
- Unione di un numero finito o infinito di aperti di $\mathcal A$ è ancora un elemento di $\mathcal A$
- \bullet Intersezione di un numero finito di aperti di ${\mathcal A}$ è ancora un elemento di ${\mathcal A}$

Controesempio.

Un'intersezione infinita di aperti può essere un insieme chiuso:

$$C_k = \left\{ (x, y) \in \mathbb{R}^2 : x^2 + y^2 < 1 + \frac{1}{k} \right\}$$

$$\bigcap_{k=1}^{\infty} C_k = \left\{ x^2 + y^2 \le 1 \right\} \text{ chiuso!}$$

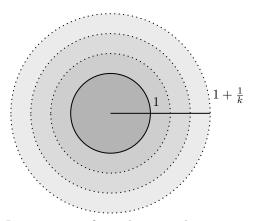


Figura 1.2: Intersezione infinita di aperti che è un insieme chiuso.

DEFINIZIONE 1.4 — Insieme aperto rispetto a topologia indotta. Sia Ω dominio di \mathbb{R}^n con bordo $\partial\Omega$. Si dice che $A\subset\partial\Omega$ è aperto relativamente a $\partial\Omega$, rispetto alla topologia indotta da \mathbb{R}^n , se \exists un aperto E di \mathbb{R}^n tale che $A=E\cap\partial\Omega$

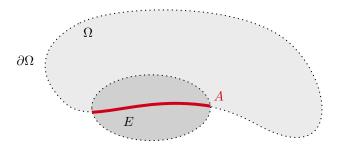


Figura 1.3: Esempio di topologia indotta secondo la definizione.

Esempio.

$$X = [-1, 1] \subset \mathbb{R}$$

L'insieme A=(-1,1] lo posso vedere come $\subset \mathbb{R}$ o come $\subset X$. Relativamente a \mathbb{R} non è né aperto né chiuso. Nel secondo caso lo posso scrivere come

$$\underbrace{(-1,1]}_{A} = \underbrace{[-1,1]}_{X} \cap \underbrace{(-1,2)}_{E}$$

In questo caso X ricopre il ruolo di $\partial\Omega$, infatti in realtà non serve che sia il bordo di un dominio, basta che sia aperto (o chiuso se stiamo dando la definizione complementare). Naturalmente di E ci basta che ne esista almeno uno, potevamo prenderne anche un diverso, non c'è nulla di speciale nel 2 all'estremo destro, l'importante era che fosse a destra di 1.

Quindi è un aperto relativamente a X, rispetto alla topologia indotta da \mathbb{R} !

1.5 Ripasso di Analisi 2 e 3

Serie di funzioni

Sia $\Omega \subseteq \mathbb{R}^n$, data una successione di funzioni $f_k : \Omega \to \mathbb{R}$, definiamo:

$$S_N(x) = \sum_{k=1}^{N} f_k(x)$$
 $S(x) = \lim_{N \to \infty} S_N(x) = \sum_{k=1}^{\infty} f_k(x)$

• Convergenza uniforme di una serie di funzioni:

 $\sum f_k$ converge uniformemente in Ω se

$$\sup_{\Omega} |S_N(x) - S(x)| \to 0, \ N \to +\infty$$

• Test di Weierstrass (condizione sufficiente per la convergenza uniforme):

Se $\forall k \geq 1$ esiste a_k tale che

$$|f_k(x)| \le a_k \ \forall x \in \Omega \quad \wedge \quad \sum_{k=1}^{\infty} a_k < \infty$$

 $\Rightarrow \sum f_k$ converge uniformemente in Ω

• Scambio serie e limite:

Se $\sum f_k$ converge uniformemente in Ω e f_k , $k \geq 1$, è continua in Ω , allora S è continua in Ω e

$$x_0 \in \Omega$$
 $\lim_{x \to x_0} \sum f_k(x) = \sum f_k(x_0)$

• Scambio serie e derivata:

Siano f_k derivabili in Ω per ogni $k \geq 1$, rispetto a x_j se inoltre:

- esiste almeno un $x_0 \in \Omega$: $\sum_{k=1}^{\infty} f_k(x_0)$ è convergente, chiamiamo F(x) la funzione a cui converge;
- $-\sum_{k=1}^{\infty}\frac{\partial f_k(x)}{\partial x_j}$ è uniformemente convergente a una certa f(x).

Allora per tutti gli $x \in \Omega$

$$\frac{\partial}{\partial x_j} \underbrace{\sum_{k=1}^{\infty} f_k(x)}_{F(x)} = \underbrace{\sum_{k=1}^{\infty} \frac{\partial f_k(x)}{\partial x_j}}_{f(x)}$$

Integrali

• Disuguaglianza di Holder

$$\left| \int_{\Omega} fg \right| \le \left(\int_{\Omega} |f|^p \right)^{1/p} \left(\int_{\Omega} |g|^q \right)^{1/q}$$

$$\frac{1}{p} + \frac{1}{q} = 1 \quad p, q \ge 1$$

dove

• Disuguaglianza di Schwarz (se p = 2 = q)

$$\left| \int_{\Omega} fg \right| \leq \left(\int_{\Omega} f^2 \right)^{1/2} \left(\int_{\Omega} g^2 \right)^{1/2}$$

Funzioni Sia $\Omega \subseteq \mathbb{R}^n$. Definisco:

- $C(\Omega)$, l'insieme delle **funzioni continue** in Ω .
- $C(\overline{\Omega}) \subset C(\Omega)$, l'insieme delle funzioni estendibili con continuità fino al bordo di Ω . Se Ω è limitato, $\overline{\Omega}$ è compatto.
- $C(\overline{\Omega})$ è uno spazio di Banach rispetto alla norma $\|g\|_{C(\overline{\Omega})}=\ \max_{\overline{\Omega}}|g|$

Posso estendere le definizioni a ordini di derivazione maggiori:

- $C^1(\Omega) \dots C^k(\Omega)$, k ordine di derivazione.
- Per $C^1(\overline{\Omega}) \dots C^k(\overline{\Omega})$ tutte le derivate fino alla k-esima sono estendibili con continuità fino al bordo di Ω

Definisco le norme per gli spazi L^p , $1 \le p \le +\infty$

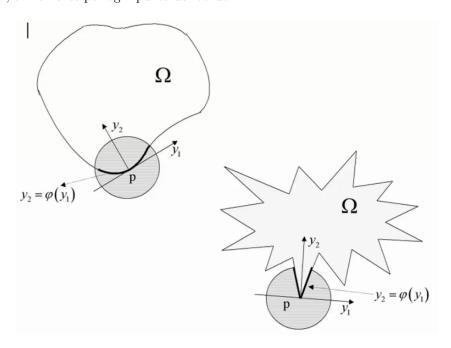
$$\begin{split} \|f\|_{L^1(\Omega)} &= \int_{\Omega} |f| & p = 1 \\ \|f\|_{L^p(\Omega)} &= \left(\int_{\Omega} |f|^p\right)^{1/p} & 1$$

Gli spazi L^p sono spazi di Banach, L^2 è anche di Hilbert.

1.6 Domini regolari e Lipschitziani

Avremo bisogno di classificare i domini Ω in \mathbb{R}^n secondo il grado di regolarità della loro frontiera.

Possiamo descrivere il pezzo di bordo dentro la sferetta tramite un grafico cartesiano del tipo $y_2 = \varphi(y_1)$. Se il grafico è sufficientemente liscio, quella φ sarà almeno C^1 . Se la funzione è C^k diremo che il dominio è di classe C^k , ovviamente per ogni punto del bordo.



DEFINIZIONE 1.5. Un dominio Ω si dice di classe C^1 se per ogni punto $p \in \partial \Omega$ esiste un sistema di assi cartesiani $(y', y_n), y' \in \mathbb{R}^{n-1}, y_n \in \mathbb{R}$, con origine in p, una sfera B(p), una funzione φ_p definita

in un intorno $\mathcal{N}_p \subset \mathbb{R}^{n-1}$ di y' = 0', tale che

$$\varphi_p \in C^1(\mathcal{N}_p), \ \varphi(0') = 0$$

e che

- 1. $\partial\Omega\cap B(p)=\{(y',y_n):y_n=\varphi_p(y'),y'\in\mathcal{N}_p\}$ cioè il bordo coincide col grafico della funzione
- 2. $\Omega \cap B(p) = \{(y', y_n) : y_n > \varphi_p(y'), y' \in \mathcal{N}_p\}$ cioè l'insieme sta tutto da una parte del grafico

Le coppie (φ, \mathcal{N}) sono dette **carte locali**.

Se Ω è **limitato**, può essere descritto da un numero finito di carte locali (φ_p, B_p) .

Se φ_p è Lipschitziana il dominio si dice **dominio Lipschitziano.**

DEFINIZIONE 1.6 — Funzione Lipschitziana. Una funzione $u:\Omega\to\mathbb{R}^n$ è Lipschitziana se

$$|u(x) - u(y)| \le L|x - y|, \quad \forall x, y \in \Omega$$

Poiché il grafico di una funzione Lipschiziana può presentare angoli e/o spigoli, non ci si può aspettare l'esistenza di un iperpiano tangente in ogni suo punto. Tuttavia, l'insieme dei punti "irregolari" costituisce un insieme di misura nulla (secondo Lebesgue). Precisamente, vale il seguente teorema.

TEOREMA 1.7 — di Rademacher. Se f è lipschitziana in $\mathbb{R}^n \Rightarrow f$ è differenziabile q.o. in \mathbb{R}^n .

1.7 Formule di integrazione per parti

Sia Ω di classe C^1

$$d\sigma = \sqrt{1 + |\nabla \varphi(y')|^2} dy'$$

Consideriamo una funzione vettoriale $\mathbf{F}: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}^m$. Vale il teorema della divergenza

$$\int_{\Omega} \operatorname{div} \mathbf{F} \ dx = \int_{\partial \Omega} \mathbf{F} \cdot \boldsymbol{\nu} \ d\sigma \qquad \text{dove } \boldsymbol{\nu} \text{ è il versore normale.}$$

Sia v una funzione scalare scalare $v:\mathbb{R}^n\to\mathbb{R}$, vale la regola di derivazione di Leibniz estesa a più dimensioni:

$$\operatorname{div}(v\mathbf{F}) = v\operatorname{div}(\mathbf{F}) + \nabla v \cdot \mathbf{F} \quad \Rightarrow \quad v\operatorname{div}(\mathbf{F}) = \operatorname{div}(v\mathbf{F}) - \nabla v \cdot \mathbf{F}$$

Integrando e applicando il teorema della divergenza otteniamo una formula di integrazione per parti in \mathbb{R}^n

$$\left| \int_{\Omega} v \operatorname{div}(\mathbf{F}) = \int_{\partial \Omega} v \mathbf{F} \cdot \boldsymbol{\nu} \, d\sigma - \int_{\Omega} \nabla v \cdot \mathbf{F} \right|$$
 (1.1)

Se \mathbf{F} è un gradiente, ovvero $\mathbf{F} = \nabla u$, e $u \in C^2$ in modo poter parlare di derivate seconde, si ha che div $\nabla u = \Delta u$. Ricordiamo anche che $\nabla u \cdot \boldsymbol{\nu} = \partial \boldsymbol{n} \boldsymbol{u} u$. Tale formula diventa l'**identità di Green**:

$$\int_{\Omega} v \Delta u \ dx = -\int_{\Omega} \nabla v \cdot \nabla u + \int_{\partial \Omega} v \partial_{\nu} u \ d\sigma$$
 (1.2)

in particolare se v=1

$$\int_{\Omega} \Delta u \ dx = \int_{\partial \Omega} \partial_{\nu} u \ d\sigma \tag{1.3}$$

Lezione 3 25/2/2021

1.8. Ripasso 11

1.8 Ripasso

Consideriamo un dominio $\Omega\subseteq\mathbb{R}^n,\,(a,b)\subseteq\mathbb{R},\,f:\Omega\times(a,b)\to\mathbb{R}$ e consideriamo

$$\varphi(t) = \int_{\Omega} f(x, t) dx$$

Quand'è che possiamo passare la derivata sotto il segno di integrale?

$$\varphi'(t) = \frac{d}{dt} \int_{\Omega} f(x,t) dx \stackrel{?}{=} \int_{\Omega} \frac{\partial}{\partial t} f(x,t) dx$$

Supponiamo che

- $x \mapsto f(x,t)$ sia $L^1(\Omega), \forall t \in (a,b)$
- $t \mapsto f(x,t)$ sia $C^1(a,b)$, quasi ovunque rispetto a x in Ω

Teorema 1.8. Assumiamo che esistano $g \in L^1(\Omega)$ e $h \in L^1(\Omega)^a$ tali che

$$|f(x,t)| \le g(x)$$
 $\left| \frac{\partial f}{\partial t}(x,t) \right| \le h(x)$

quasi ovunque in Ω , $\forall t \in (a, b)$. Allora

$$\frac{d}{dt} \int_{\Omega} f(x,t) dx = \int_{\Omega} \frac{\partial}{\partial t} f(x,t) dx$$

Per integrali di Riemann, assumiamo Ω limitato, $f \in C^1(\overline{\Omega}), f, f_t$ R-integrabile e $|f|, |f_t| \leq M$ in Ω . Allora

$$\frac{d}{dt} \int_{\Omega} f(x,t) dx = \int_{\Omega} \frac{\partial}{\partial t} f(x,t) dx$$

 $[^]a$ funzioni della sola x.

Capitolo 2

Diffusione

Consideriamo $u(x,t), x \in \mathbb{R}^n, t \in \mathbb{R}, t \geq t_0$. La seguente equazione è nota come **equazione di diffusione**, o **del calore**:

 $u_t - D\Delta u = f(x, t)$

Dimensionalmente:

- D è il coefficiente di diffusione di dimensioni $[D] = \text{lunghezza}^2 \cdot \text{tempo}^{-1}$.
- La f deve avere dimensioni [f] = gradi Kelvin/tempo.

Casi particolari:

- Se $u_t = 0$ l'equazione risulta $-\Delta u = f$, la versione stazionaria, un'equazione di Poisson.
- Se f = 0 otteniamo l'equazione omogenea $u_t D\Delta u = 0$.
- Se f = 0 e $u_t = 0$ otteniamo un'equazione di Laplace $\Delta u = 0$.

Proprietà dell'omogenea.

- Principio di sovrapposizione (linearità). Siano $\alpha, \beta \in \mathbb{R}$ e u_1, u_2 soluzioni. Allora $\alpha u_1 + \beta u_2$ sono soluzioni.
- più in generale, se $a_k, k \geq 0, a_k \to 0$ abbastanza rapidamente e $u_k, \forall k$, è soluzione dell'omogenea, allora è soluzione anche

$$\sum_{k=0}^{\infty} a_k u_k(x,t)$$

• Riflessione temporale.

Se u=u(x,t) è soluzione dell'omogenea, poniamo v(x,t)=u(x,-t). Allora v è soluzione dell'equazione backward

$$v_t + D\Delta v = 0$$

- invece v(x,t) = u(-x,t) è ancora soluzione
- Invarianza rispetto a traslazione nello spazio e nel tempo. La funzione v(x,t)=u(x-y,t-s) è ancora soluzione nel dominio traslato.

2.1 Conduzione del calore

Faremo la seguente ipotesi.

Corpo (rigido) omogeneo (densità ρ costante) isotropo (propagazione uniforme in ogni direzione) può ricevere calore da sorgente esterna di intensità r.

Il calore è una forma di energia misurato in calorie (1 cal = 4,182 Joule)

 $[r] = \mathrm{cal} \times \mathrm{tempo}^{-1} \times \mathrm{massa}^{-1}$

2.1.1 Legge di conservazione dell'energia

Consideriamo un volumetto (di controllo) all'interno di un corpo rigido. Il tasso di variazione dell'energia interna a V è uguale al contributo fornito dalla sorgente esterna + quello dovuto al flusso di calore netto, per conduzione, attraverso il bordo ∂V di V. Traduciamo in formule.

1. e = e(x,t) è l'energia interna per unità di massa, di conseguenza il tasso di variazione è descritto da

$$\frac{d}{dt} \int_{V} e\rho dx$$

2. La sorgente esterna è descritta da

$$\int_{V} r\rho dx$$

3. Il flusso attraverso ∂V lo descriviamo tramite un vettore flusso di calore ${\bf q}$, che misura il calore per unità di area. Consideriamo anche ${\boldsymbol \nu}$ versore normale uscente, allora dal momento che la componente tangente non comporta una variazione di calore nel corpo, il flusso entrante è dato da

$$-\int_{\partial V} \mathbf{q} \cdot \boldsymbol{\nu} \ d\sigma$$

Mettendo insieme

$$\frac{d}{dt} \int_{V} e\rho dx = \int_{V} r\rho dx - \int_{\partial V} \mathbf{q} \cdot \boldsymbol{\nu} \ d\sigma$$

Supponendo di poter portare la derivata dentro l'integrale e applicando il teorema della divergenza

$$\int_{V} e_{t} \rho dx = \int_{V} r \rho dx - \int_{V} \operatorname{div} \mathbf{q} \ dx$$

Per l'arbitrarietà di V deduciamo la legge fondamentale della conduzione del calore

$$e_t \rho = -\text{div}\mathbf{q} + r\rho$$

Lezione 4 1/3/2021

Per ricavare l'equazione del calore occorrono delle leggi costitutive per le quantità $e \in \mathbf{q}$:

• Legge di Fourier (proporzionalità flusso - gradiente della temperatura):

$$\mathbf{q} = -k\nabla\theta$$

dove k > 0 è la conduttività termica (dipendente dal materiale), θ la temperatura (assoluta) e il segno meno indica che il flusso del calore avviene verso zone a temperatura minore

• Proporzionalità energia interna - temperatura assoluta:

$$e = c_v \theta$$

dove c_v è il calore specifico a volume costante

k e c_v sono costanti in condizioni standard, per cui li supporrò tali.

Sostituendo le relazioni costitutive nella legge fondamentale della conduzione del calore ottengo:

$$\rho c_v \theta_t = k \Delta \theta + r \rho$$

Da cui, dividendo per ρc_v e definendo $D = \frac{k}{\rho c_v}$ coefficiente di diffusione, e $f = \frac{r}{c_v}$, deduco l'**equazione** del calore:

$$\theta_t - D\Delta\theta = f$$

2.2 Problemi ben posti in dimensione spaziale n=1

Considero l'evoluzione temporale della temperatura in una sbarra cilindrica di sezione trasversale A e lunghezza L. Sotto le ipotesi:

- 1. raggio $A \ll L$
- 2. sbarra isolata termicamente lungo la superficie laterale

Posso assumere che il flusso di calore avvenga in una sola direzione (l'asse x):

$$q = -ku_x \vec{L}$$

Sostituendo nella **legge fondamentale della conduzione del calore** su un volume di controllo del tipo $V = A \times (x, x + \Delta x)$ e assumendo u = u(x, t), e = e(x, t), r = r(x, t) (ben approssimabili a funzioni dipendenti da una sola variabile spaziale), l'area A si semplifica e ottengo

$$\int_{x}^{x+\Delta x} c_{v} \rho u_{t} dx = \int_{x}^{x+\Delta x} k u_{xx} dx + \int_{x}^{x+\Delta x} r \rho dx$$

Da cui l'equazione del calore monodimensionale:

$$\boxed{u_t - Du_{xx} = f} \quad x \in (0, L), \ 0 < t < T$$

Condizioni al bordo per garantire la buona posizione:

• Condizione iniziale (o di Cauchy): assegna il profilo iniziale di temperatura

$$u(x,0) = g(x), \ 0 \le x \le L$$

- Condizione agli estremi x = 0, x = L
 - Condizioni di **Dirichlet** (temperatura agli estremi)

$$u(0,t) = h_1(t), \ u(L,t) = h_2(t), \ t \in (0,T]$$

- Condizioni di **Neumann** (flusso entrante agli estremi)

$$-ku_x(0,t) = h_1(t), ku_x(L,t) = h_2(t), t \in (0,T]$$

- Condizioni di radiazione o di Robin (in uno o due estremi)

$$ku_x(L,t) = \gamma(U - u(L,t)), \ t \in (0,T]$$

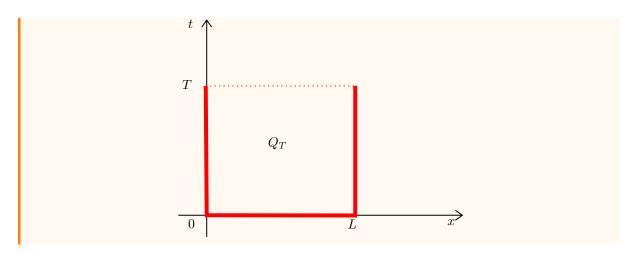
dove $\gamma > 0$ è una costante di proporzionalità e U è la temperatura ambiente¹. Ponendo $\alpha = \frac{\gamma}{k} > 0$ e $\beta = \frac{\gamma U}{k}$ posso riscrivere la condizione:

$$u_x(L,t) + \alpha u(L,t) = \beta, \ t \in (0,T]$$

- Condizioni **miste**

NB. Nessuna condizione finale per 0 < x < L, t = T è assegnata: le condizioni assegnate sono unicamente sulla **frontiera parabolica** di $Q_T = (0, L) \times (0, T)$, formata dai 3 segmenti rossi indicati in figura

¹Segue dalla legge lineare di raffreddamento di Newton ma vale solo se la differenza relativa tra le temperature è bassa: $|U - u(L,t)| \le u(L,t)$



In alcuni casi x può variare in intervalli illimitati del tipo $(0, \infty)$ o \mathbb{R} (sbarra ideale infinita). Il problema di Cauchy globale richiede allora delle condizioni aggiuntive che vedremo più avanti

$$\begin{cases} u_t - Du_{xx} = f & x \in \mathbb{R}, \ 0 < t < T \\ u(x,0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \\ + \text{ condizioni } x \to \infty \end{cases}$$

2.3 Metodo di separazione delle variabili

Esaminiamo un modello della sbarra in dimensione n=1. Sotto opportune ipotesi si può dimostrare facilmente che il problema è ben posto utilizzando il metodo di separazione delle variabili. Consideriamo la seguente situazione:

$$\begin{cases} u_t - Du_{xx} = 0 & 0 < x < L, \ t > 0 \\ u(x,0) = u_0 & 0 \le x \le L \\ u(0,t) = u_0, \ u(L,t) = u_1, \ t > 0 \end{cases}$$

Dove u_0, u_1 costanti e $u_1 > u_0$. La sbarra è tenuta dunque inizialmente alla temperatura iniziale costante u_0 . Successivamente, l'estremo x = 0 mantiene la stessa temperatura (**estremo freddo**) mentre ho una discontinuità in x = L, mantenuto alla temperatura costante u_1 (**estremo caldo**).

Attraverso un ragionamento euristico possiamo provare a capire come si evolverà la temperatura della sbarra nel tempo: dall'estremo caldo vi sarà un flusso entrante di calore che aumenterà la temperatura della sbarra, dall'estremo freddo un flusso uscente. All'inizio il flusso entrante sarà maggiore del flusso uscente ma, col passare del tempo (e con l'aumento della temperatura della sbarra), il flusso entrante diminuirà e il flusso uscente aumenterà fino a raggiungere una situazione stazionaria con i flussi bilanciati. Poiché siamo interessati al comportamento a regime, t è illimitato.

Variabili adimensionali

Per motivi numerici e modellistici è utile riscrivere il problema di partenza utilizzando delle quantità indipendenti dalle unità di misura, riscalando spazio, tempo e temperatura

ullet Spazio: riscalo usando la lunghezza della sbarra L

$$y = x/L, \ 0 < y < 1$$

• **Tempo**: osserviamo che le dimensioni di D sono

$$[D] = lunghezza^2 \times tempo^{-1}$$

Definisco $\tau = \frac{L^2}{D}$, ha le dimensioni di un tempo e dipende dalle caratteristiche fisiche del problema. Riscalo il tempo usando la costante τ

$$s = t/\tau$$

• Temperatura: definisco

$$v(y,s) = \frac{u(Ly, \tau s) - u_0}{u_1 - u_0}$$

osservo che v(y,0) = 0, v(0,s) = 0, v(1,s) = 1, inoltre

$$v_s = \frac{u_t \tau}{u_1 - u_0}, \ v_{yy} = \frac{L^2 u_{xx}}{u_1 - u_0}$$

sostituendo $u_t = Du_{xx}$ ottengo

$$v_s = \frac{L^2 u_{xx}}{u_1 - u_0}$$

v soddisfa l'equazione del calore senza il termine D, normalizzato a 1. Posso riscrivere il mio problema in forma adimensionale.

$$\begin{cases} v_s - v_{yy} = 0 & 0 < y < 1, s > 0 \\ v(y, 0) = 0 & 0 < y < 1 \\ v(0, s) = 0, \ v(1, s) = 1 \quad s > 0 \end{cases}$$

Condizioni omogenee

Il problema in forma adimensionale presenta ancora una condizione non omogenea v(1, s) = 1. Per usare il metodo di separazione delle variabili è necessario che tutto il sistema sia omogeneo.

Prendiamo in considerazione la soluzione stazionaria, per definizione essa non dipende dal tempo $(v^{st}(y))$ e si dimentica delle condizioni iniziali. Il sistema assume la forma

$$\begin{cases} v_{yy} = 0 & 0 < y < 1 \\ v(0) = 0, \ v(1) = 1 \end{cases}$$

Da cui integrando si ricava

$$v^{st}(y) = y$$

NB. Ritornando alla forma dimensionale l'equazione diventa

$$u^{st}(x) = u_0 + (u_1 - u_0)v^{st}$$
$$= u_0 + (u_1 - u_0)y$$
$$= u_0 + (u_1 - u_0)\frac{x}{L}$$

La soluzione stazionaria corrisponde dunque ad un flusso uniforme di calore lungo la sbarra del valore

flusso =
$$-ku_x^{st} = -\frac{k}{L}(u_1 - u_0)$$

Definendo a questo punto il regime transitorio:

$$U(y,s) = v^{st}(y) - v(y,s) = y - v(y,s)$$

esso tenderà a 0 per $s \to \infty$. U soddisfa ancora l'equazione del calore e posso riscrivere il sistema con condizioni omogenee

$$\begin{cases} U_s - U_{yy} = 0 & 0 < y < 1, \ s > 0 \\ U(0, s) = U(1, s) = 0 & s > 0 \\ U(y, 0) = y & 0 \le y \le 1 \end{cases}$$

Applicazione del metodo

Ora che il problema è nella forma adatta voglio costruire una soluzione non banale mediante sovrapposizione di soluzioni particolari della forma

$$U(y,s) = w(s)v(y)$$

in modo tale che v(0) = v(1) = 0

Sostituendo la forma della soluzione nell'equazione del calore ottengo

$$w'(s)v(y) - w(s)v''(y) = 0, \forall y \in (0,1), \forall s > 0$$

Da cui dividendo per w(s)v(y) e separando:

$$\frac{w'(s)}{w(s)} = \frac{v''(y)}{v(y)} = \lambda$$

Dove λ è una costante: infatti perché l'identità tra i due rapporti sia valida per ogni s>0 ed ogni $y\in(0,1)$, essendo il primo membro funzione della sola variabile s ed il secondo della sola variabile y, l'unica possibilità è che siano entrambi uguali ad una costante comune. Posso dividere il mio problema iniziale in due sottoproblemi

• Problema 1

$$\begin{cases} v''(y) - \lambda v(y) = 0\\ v(0) = v(1) = 0 \end{cases}$$

Si presentano 3 casi

 $-\lambda > 0$, l'integrale generale è $v(y) = c_1 e^{\sqrt{\lambda}y} + c_2 e^{-\sqrt{\lambda}y}$, le condizioni al bordo

$$\begin{cases} v(0) = c_1 + c_2 = 0\\ v(1) = c_1 e^{\sqrt{\lambda}} + c_2 e^{-\sqrt{\lambda}} = 0 \end{cases}$$

da cui $c_1 = c_2 = 0$, per cui otteniamo soluzioni banali

- $-\lambda = 0$, l'integrale generale è $v(y) = c_1 y + c_2$, che unito alle condizioni al bordo dà $c_1 = c_2 = 0$, soluzioni banali
- $-\lambda = -\mu^2 < 0$, l'integrale generale è $v(y) = c_1 \cos(\mu y) + c_2 \sin(\mu y)$, le condizioni al bordo

$$\begin{cases} v(0) = c_1 = 0\\ v(1) = c_1 \cos(\mu) + c_2 \sin(\mu) = c_2 \sin(\mu) = 0 \end{cases}$$

Escludendo le soluzioni banali $(c_2 = 0)$ ottengo $\sin(\mu) = 0$ e quindi $\mu = m\pi$, m = 1, 2.. Le soluzioni non banali del **problema 1** sono della forma²

$$v_m(y) = c_2 \sin(m\pi y), \ \lambda_m = -m^2 \pi^2$$

• Problema 2

$$w'(s) = \lambda w(s)$$

Ha soluzioni non banali della forma

$$w_m(s) = Ce^{\lambda_m s} = Ce^{-m^2 \pi^2 s}$$

Unendo le soluzioni dei due problemi ottengo infinite soluzioni numerabili

$$U_m(y,s) = A_m e^{-m^2 \pi^2 s} \sin(m\pi y)$$
 $m = 1, 2, ...$

Lezione 5 2/3/2021

Nessuna di queste infinite soluzioni soddisfa la condizione iniziale U(y,0) = y, cerchiamo quindi di ottenere ciò che vogliamo sovrapponendo le infinite soluzioni

$$U(y,s) = \sum_{m=1}^{\infty} A_m e^{-m^2 \pi^2 s} \sin(m\pi y)$$

 $^{^2}v_m$ prendono il nome di autofunzioni e λ_m di autovalori

Imponiamo la condizione iniziale, per farlo risulta

$$U(y,0) = \sum_{m=1}^{\infty} A_m \sin(m\pi y) = y$$
 (2.1)

quell'uguaglianza ad y è da intendersi nel senso L^2 , nello specifico dobbiamo sviluppare la funzione f(y) = y in serie di Fourier nell'intervallo (0,1) per calcolare i coefficienti che garantiscono la condizione iniziale.

Considerando una generica funzione T-periodica, si scrive in serie di Fourier³

$$f(y) \sim \frac{a_0}{2} + \sum_{m=1}^{\infty} \left[a_m \cos\left(\frac{2\pi m}{T}y\right) + b_m \sin\left(\frac{2\pi m}{T}y\right) \right]$$

i cui coefficienti sono, per $m \ge 0$

$$a_m = \frac{2}{T} \int_{-T/2}^{T/2} f(y) \cos\left(\frac{2\pi m}{T}y\right) dy$$
 $b_m = \frac{2}{T} \int_{-T/2}^{T/2} f(y) \sin\left(\frac{2\pi m}{T}y\right) dy$

Ricordiamo l'identità di Parseval

$$\frac{2}{T} \int_{-T/2}^{T/2} [f(y)]^2 dy = \frac{a_0^2}{2} + \sum_{m=1}^{\infty} \left(a_m^2 + b_m^2 \right)$$

Nel nostro caso vogliamo sviluppare la funzione 2-periodica

$$f: [-1,1] \to \mathbb{R}$$
 $f(y) = y$

È dispari traslata, quindi è composta da soli seni

$$b_{m} = \int_{-1}^{1} y \sin(m\pi y) dy = 2 \int_{0}^{1} y \sin(m\pi y) dy$$

$$\stackrel{\text{ipp}}{=} \left[-\frac{2}{m\pi} y \cos(m\pi y) \right]_{0}^{1} + \frac{2}{m\pi} \int_{0}^{1} \cos(m\pi y) dy$$

$$= -2 \frac{\cos(m\pi)}{m\pi} + \frac{2}{m^{2}\pi^{2}} [\sin(m\pi y)]_{0}^{1} = \frac{2}{\pi} \frac{(-1)^{m+1}}{m}$$

allora

$$y \sim \sum_{m=1}^{\infty} \left[\frac{2}{\pi} \frac{(-1)^{m+1}}{m} \sin(m\pi y) \right]$$
 (2.2)

Lo sviluppo è valido nell'intervallo (-1,1), agli estremi è nulla, e converge uniformemente in ogni $[a,b] \subset (-1,1)$.

La nostra soluzione candidata è quindi, a seguito di (2.1) e (2.2) uguagliando i coefficienti

$$U(y,s) = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{2}{\pi} \frac{(-1)^{m+1}}{m} \sin(m\pi y) e^{-m^2 \pi^2 s}$$
 (2.3)

Questioni aperte

• Q1 Condizione iniziale. In che senso

$$U(y,s) \to y \text{ per } s \to 0^+$$

$$\lim_{N \to \infty} \int_{-T/2}^{T/2} [f(y) - S_N(y)]^2 dy = 0$$

³Il simbolo ~ indica che l'uguaglianza vale nel senso $L^2\left(-\frac{T}{2},\frac{T}{2}\right)$. Indicando con $S_N(y)$ le somme parziali della serie, vale

• Q2 Le U_m sono tutte soluzioni dell'equazione del calore. Anche U lo sarà? Se possiamo scambiare derivata e serie allora sì

$$(\partial_s - \partial_{yy})U(y,s) \stackrel{?}{=} \sum_{m=1}^{\infty} (\partial_s - \partial_{yy})U_m(y,s) = 0$$

• Q3 U soddisfa la condizione al bordo?

$$\lim_{\substack{(y,s)\rightarrow(0,s_0)\\(y,s)\rightarrow(1,s_0)}}U(y,s)=0$$

- Q4 Unicità.
- **Q5** È vero che $U(y,s) \to 0$ se $s \to \infty$?

Risposte

• Q1 Consideriamo (2.3) e (2.2). Per Parseval

$$\int_0^1 [U(y,s) - y]^2 dy = \frac{2}{\pi^2} \sum_{m=1}^\infty \frac{\left(e^{-m^2 \pi^2 s} - 1\right)^2}{m^2}$$

$$\Rightarrow \frac{\left(e^{-m^2 \pi^2 s} - 1\right)^2}{m^2} \le \frac{1}{m^2} \text{ per } s \ge 0$$

Allora la serie converge uniformemente per il test di Weierstrass in $[0, +\infty)$ rispetto ad s, quindi

$$U(y,s)-y\to 0$$
 in senso $L^2(0,1)$ se $s\to 0$

• Q2 Consideriamo (2.3). Consideriamo una semistriscia del tipo

$$[0,1] \times [s_0,+\infty)$$
 $s_0 > 0$

Il termine generale della serie $\sum U_m$ in modulo è maggiorato da

$$\left| \frac{(-1)^{m+1}}{m} \sin(m\pi y) e^{-m^2 \pi^2 s} \right| \le e^{-m^2 \pi^2 s_0} \text{ se } s > s_0$$

quindi per il test di Weierstrass la serie converge uniformemente.

Inoltre la serie delle derivate $\sum \partial_s U_m$, $\sum \partial_{yy} U_m$ converge uniformemente sempre per il test di Weierstrass

$$\frac{\partial U_m}{\partial s} = \frac{\partial^2 U_m}{\partial y^2} = (-1)^{m+2} 2m\pi e^{-m^2\pi^2 s} \sin(m\pi y)$$

$$\Rightarrow \left| \frac{\partial U_m}{\partial s} \right| = \left| \frac{\partial^2 U_m}{\partial y^2} \right| \le 2m\pi e^{-m^2\pi^2 s_0}, \quad s \ge s_0 \text{ nella striscia}$$

Quindi possiamo scambiare serie e derivata e U(y,s) è anch'essa soluzione.

Deduciamo anche che

$$U \in C^{\infty}([0,1] \times (0,+\infty))$$

avevamo una discontinuità nell'estremo destro, ma è diventata *istantaneamente* regolare. Questo è l'**effetto regolarizzante** dell'equazione del calore.

• Q3 Sì perché la serie di U è uniformemente convergente in $[0,1] \times [s_0, +\infty)$, $\forall s_0 > 0$ e possiamo scambiare serie e limite.

• Q4 Usiamo il metodo dell'energia.

Supponiamo che esistano due soluzioni nella stessa classe di U con lo stesso dato iniziale y, assunto in senso $L^2(0,1)$. Poniamo

$$w = U - V$$

vogliamo mostrare che w è nulla. La w è soluzione dell'equazione con dati iniziali e al bordo nulli

$$\begin{cases} w_s - w_{yy} = 0, & \text{in } 0 < y < 1, s > 0 \\ w(0, s) = w(1, s) = 0, & \boxed{s > 0} \\ w(y, 0) = 0, & \text{in senso } L^2(0, 1) \end{cases}$$

Moltiplichiamo per w da entrambi i lati e integriamo

$$\int_0^1 w w_s dy = \int_0^1 w w_{yy} dy$$

$$\int_0^1 w w_s dy = \frac{1}{2} \int_0^1 \frac{\partial}{\partial s} w^2(y, s) dy = \frac{1}{2} \frac{d}{ds} \underbrace{\int_0^1 w^2(y, s) dy}_{E(s)} = \frac{1}{2} E'(s)$$

$$\int_0^1 w w_{yy} dy \stackrel{\text{ipp}}{=} w w_y \stackrel{\text{ipp}}{=} - \int_0^1 (w_y)^2 dy \le 0$$

quindi E(s) è non negativa, descrescente (non strettamente), inoltre $E(s) \to 0$ se $s \to 0$, allora

$$E(s) = 0 \quad \forall s > 0 \quad \Rightarrow \quad \int_0^1 w^2(y, s) dy = 0 \quad \forall s > 0$$

ma w^2 è continua per s>0 e non negativa. Non può essere che w=0 per s>0, ovvero U=V.

• Q5 Sempre per la convergenza uniforme della serie: se $s \ge 1$, il termine generale

$$\left| \frac{(-1)^{m+1}}{m} \sin(m\pi y) e^{-m^2 \pi^2 s} \right| \le \frac{e^{-m^2 \pi^2}}{m}$$

quindi per il test di Weierstrass la serie converge uniformemente in $[0,1] \times [1,\infty)$, posso passare al limite sotto il segno di somma: $U(y,s) = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{2}{\pi} \frac{(-1)^{m+1}}{m} \sin(m\pi y) e^{-m^2\pi^2 s} \xrightarrow{s \to \infty} 0$ uniformemente per $y \in [0,1]$

Ritorno alle origini.

Avevamo definito

$$v(y,s) = \frac{u(Ly,\tau s) - u_0}{u_1 - u_0} \implies u(Ly,\tau s) = u_0 + [u_1 - u_0]v(y,s)$$

e anche

$$v(y,s) = y - U(y,s)$$
 $s = \frac{t}{\tau}$ $y = \frac{x}{L}$ $\tau = \frac{L^2}{D}$

da cui possiamo riscrivere la soluzione nelle variabili originali

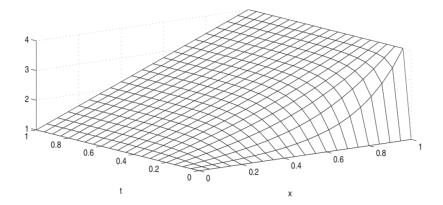
$$u(x,t) = u_0 + [u_1 - u_0](y - U(y,s))$$

$$= u_0 + [u_1 - u_0]y - [u_1 - u_0]U(y,s)$$

$$= u_0 + [u_1 - u_0]\frac{x}{L} - [u_1 - u_0]\sum_{m=1}^{\infty} \frac{2}{\pi} \frac{(-1)^{m+1}}{m} e^{-m^2\pi^2 \frac{D}{L^2}t} \sin\left(\frac{m\pi}{L}x\right)$$

A regime notiamo che la supposizione iniziale era corretta, la temperatura si assesta a una soluzione stazionaria fatta come una retta

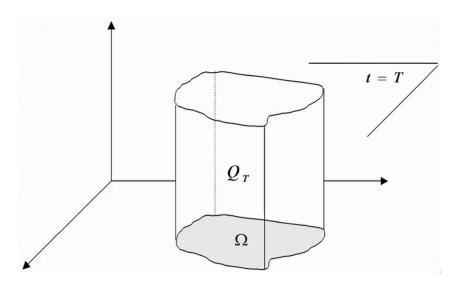
$$u(x,t) = u_0 + [u_1 - u_0] \frac{x}{L} - \underbrace{[u_1 - u_0] \sum_{m=1}^{\infty} \frac{2}{\pi} \frac{(-1)^{m+1}}{m} e^{-m^2 \pi^2 \frac{D}{L^2} t} \sin\left(\frac{m\pi}{L}x\right)}_{\to 0 \text{ per } t \to \infty}$$



2.4 Problemi in dimensione n > 1

Sia Ω un dominio⁴. La temperatura sarà una $u=u(\mathbf{x},t)$ che soddisfa $u_t-D\Delta u=f$ nel cilindro spazio-temporale

$$Q_T = \Omega \times (0, T)$$



Occorre assegnare

• condizione iniziale

$$u(\mathbf{x},0) = g(\mathbf{x}) \ \mathbf{x} \in \overline{\Omega}$$

- condizioni sul bordo $\partial\Omega$
 - Dirichlet, si assegna la temperatura

$$u(\sigma, t) = h(\sigma, t)$$
 $\sigma \in \partial \Omega, t \in (0, T]$

– Neumann, si assegna il flusso attraverso $\partial\Omega$. Indichiamo con ν il versore normale al bordo in funzione del punto. Ricordiamo che $\partial_{\nu}u = \nabla u \cdot \nu$. Si assegna

$$\partial_{\nu}u(\sigma,t) = h(\sigma,t) \quad \sigma \in \partial\Omega, t \in (0,T]$$
 (2.4)

- **Robin**, si assegna $(\alpha > 0)$

$$\partial_{\nu}u(\sigma,t) + \alpha u(\sigma,t) = \beta \quad \sigma \in \partial\Omega, t \in (0,T]$$

⁴ovvero un aperto connesso in \mathbb{R}^n .

Le condizioni al bordo possono essere miste, per esempio $\partial\Omega=\gamma_1\cup\gamma_2$ e possiamo avere una condizione su γ_1 e una diversa condizione su γ_2 .

Il problema è quindi determinare u tale che

$$\begin{cases} u_t - D\Delta u = f & \text{in } Q_T \\ u(\mathbf{x}, 0) = g(\mathbf{x}) & \text{in } \overline{\Omega} \\ + & \text{condizioni al bordo} & \text{su } \partial\Omega \times (0, T] \end{cases}$$

Problema di Cauchy globale.

$$\begin{cases} u_t - D\Delta u = f & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^n, 0 < t < T \\ u(\mathbf{x}, 0) = g(\mathbf{x}) & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^n \\ + \text{ condizioni all}' \infty \end{cases}$$

DEFINIZIONE 2.1 — Frontiera parabolica. Le condizioni sono assegnate sulla frontiera parabolica del cilindro, cioè l'unione della base e della parte laterale $S_T = \partial \Omega \times (0, T]$

$$\partial_p Q_T = (\overline{\Omega} \times \{t = 0\}) \cup S_T$$

2.5 Principi di massimo

Il calore fluisce verso regioni dove la temperatura è più bassa, da ciò segue che la soluzione omogenea assume massimi e minimi globali sulla frontiera parabolica. Inoltre, risente di una irreversibilità temporale, il futuro non influenza il passato.

Indichiamo con $\mathbb{C}^{2,1}(\mathbb{Q}_T)$ l'insieme delle funzioni di classe

$$\begin{array}{ll} C^2 & \text{rispetto a } x \\ C^1 & \text{rispetto a } t \end{array}$$

su misura per l'equazione del calore.

Teorema 2.2 — Principio di massimo debole. Sia $Q_T=\Omega\times(0,T),\ \Omega$ dominio limitato. Sia $u\in C^{2,1}(Q_T)\cap C(\overline{Q}_T)$ tale che

$$u_t - D\Delta u = q \le 0$$
 in Q_T (risp. ≥ 0)

Allora il massimo (risp. minimo) di u è assunto sulla frontiera parabolica di Q_T

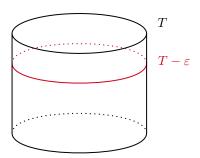
$$\max_{\overline{Q}_T} u = \max_{\partial_P Q_T} u \qquad \left(\text{risp. } \min_{\overline{Q}_T} u = \min_{\partial_P Q_T} u \right)$$

DIMOSTRAZIONE. Sia $w = u - \varepsilon t$, allora

$$w_t - D\Delta w = q - \varepsilon < 0 \tag{2.5}$$

Affermo che

$$\max_{\overline{Q}_{T-\varepsilon}} w = \max_{\partial_p Q_{T-\varepsilon}} w$$



Se non fosse vero esisterebbe $(x_0, t_0) \in \overline{Q}_{T-\varepsilon} \setminus \partial_p Q_{T-\varepsilon}$ punto di massimo per w, tale punto può trovarsi o all'interno o sul tappo superiore

all'interno
$$w_t = 0$$
 $\Delta w \le 0$ sul tappo $w_t \ge 0$ $\Delta w \le 0$

in entrambi i casi

$$w_t - D\Delta w \ge 0 \tag{2.6}$$

le (2.5) e (2.6) sono in contraddizione, quindi è vero.

Inoltre $w \le u$ e $u = w + \varepsilon t \le w + \varepsilon T$

$$\begin{split} \max_{\overline{Q}_{T-\varepsilon}} u &\leq \max_{\overline{Q}_{T-\varepsilon}} w + \varepsilon T \\ &= \max_{\partial_p Q_{T-\varepsilon}} w + \varepsilon T \\ &\leq \max_{\partial_p Q_{T-\varepsilon}} u + \varepsilon T \end{split}$$

Facendo tendere $\varepsilon \to 0$

$$\max_{\overline{Q}_T} u \le \max_{\partial_p Q_T} u$$

d'altro canto, essendo l'insieme a destra compreso in quello di sinistra, il massimo di sinistra deve essere almeno tanto quanto quello di destra

$$\max_{\overline{Q}_T} u \geq \max_{\partial_p Q_T} u$$

da cui la tesi.

Lezione 6 (8/3/2021)

2.6 Conseguenze del principio di massimo debole

Sia $u \in C^{1,2}(Q_T) \cap C(\overline{Q}_T)$ soluzione di

$$u_t - D\Delta u = 0$$
 in Q_T

 ${\it allora}$

$$\min_{\partial_p Q_T} u \leq \min_{\overline{Q}_T} u \leq \max_{\overline{Q}_T} u \leq \max_{\partial_p Q_T} u$$

2.6.1 Corollario del massimo debole

Siano f_1, f_2 funzioni limitate in Q_T e u, v soluzioni di

$$u_t - D\Delta u = f_1$$
$$v_t - D\Delta v = f_2$$

Allora

1. Confronto. Se $f_1 \leq f_2$ in Q_T e $u \leq v$ su $\partial_p Q_T$ allora

$$u \leq v$$
 in tutto Q_T

2. Vale la stima

$$\max_{\overline{Q}_T} |u - v| \leq \max_{\partial_p Q_T} |u - v| + T \sup_{Q_T} |f_1 - f_2|$$

È una stabilità in norma L^{∞}

$$||u-v||_{L^{\infty}(\overline{Q}_T)} \le ||u-v||_{L^{\infty}(\partial_p Q_T)} + T||f_1 - f_2||_{L^{\infty}(Q_T)}$$

Questo implica l'unicità per il problema di Cauchy-Dirichlet in $C^{1,2}(Q_T) \cap C(\overline{Q}_T)$. Stessi dati sulla frontiera e stessa sorgente esogena, allora u = v, infatti

(a) Sia u soluzione di

$$\begin{cases} u_t - D\Delta u = f & \text{in } Q_T \\ u = h & \text{su } S_T \\ u = g & \text{per } t = 0 \text{ in } \overline{\Omega} \end{cases}$$

se v è un'altra soluzione allora w=u-v soddisfa

$$\begin{cases} w_t - D\Delta w = f & \text{in } Q_T \\ w = 0 & \text{su } S_T \\ w = 0 & \text{per } t = 0 \text{ in } \overline{\Omega} \end{cases}$$

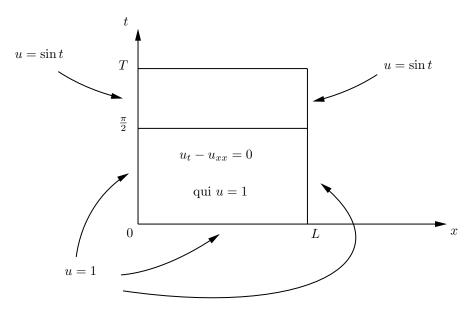
allora abbiamo

$$||w||_{L^{\infty}(\overline{Q}_{T})} \le 0 + 0 \quad \Rightarrow \quad u = v$$

2.6.2 Principio di massimo forte

Perché si chiama principio di massimo debole?

Se prendiamo un problema del tipo



$$u=1 \text{ per } 0 \leq t \leq \pi/2$$

Il massimo di u sulla frontiera parabolica è

$$\max_{\partial_p Q_T} u = 1$$

e il massimo di u su tutto è

$$\max_{\overline{Q}_T} u = 1$$

Ma nel rettangolo fino a che $t = \pi/2$ il massimo non è assunto solo sulla frontiera, ma anche tutto all'interno. Si dimostra che è l'unica possibilità affinché avvenga, ovvero che il massimo può essere assunto all'interno se fino a quel punto u è rimasto costante (Principio di Massimo Forte).

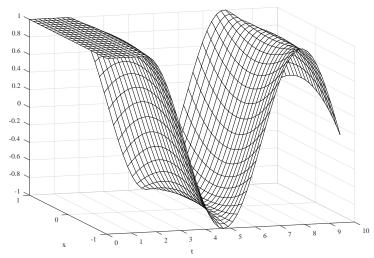


Figura 2.1: Principio di massimo forte. Si può notare come una volta usciti dalla zona dove si assume il massimo, non viene più raggiunto nei tempi successivi.

2.7 Soluzione fondamentale n = 1

In x=0 sia concentrata una sorgente di calore **istantanea.** Indichiamo con u^* la temperatura della sbarra, vogliamo determinare l'evoluzione di $u^*, t \geq 0$.

Non ci sono sorgenti esogene (f = 0) quindi sicuramente soddisfa l'equazione del calore omogenea

$$u_t^{\star} - D\Delta u_{rr}^{\star} = 0, \quad x \in \mathbb{R}, t > 0$$

Vi è assenza di produzione o assorbimento di calore, allora l'energia si conserva

$$\int_{\mathbb{R}} \rho c_v u^*(x, t) dx = E \text{ costante}, \quad t > 0$$

Se scriviamo $Q = \frac{E}{\rho c_v}$ diventa

$$\int_{\mathbb{R}} u^{\star}(x,t)dx = Q, \quad t > 0$$

La grandezza ${\cal Q}$ ha le dimensioni di una temperatura per una lunghezza.

Inoltre $u^{\star}(x,t)$ è una funzione pari in x e non negativa

$$u^{\star}(-x,t) = u^{\star}(x,t)$$
 $u^{\star} \ge 0, \forall x \in \mathbb{R}, \forall t > 0$

Per determinare u^* useremo 2 passi

2.7.1 Passo 1

Dimostriamo che u^* è della forma

$$u^{\star}(x,t) = \frac{Q}{\sqrt{Dt}} \cdot U\left(\frac{x}{\sqrt{Dt}}\right)$$

ponendo $\xi \in \mathbb{R},\, U(\xi) \geq 0, \forall \xi$ la parità di u^\star si riflette su U

$$U(\xi) = U(-\xi)$$

La cosa importante è che per questo primo passo non useremo l'equazione differenziale, ma useremo l'analisi dimensionale.

OSSERVAZIONE — sull'Analisi Dimensionale. Supponiamo di essere in un sistema fisico, abbiamo una classe di sistemi di unità di misura, in riferimento ad alcune grandezze che riteniamo fondamentali. Per esempio lunghezza, massa e tempo si possono misurare in

$$\begin{array}{cccc} L & M & T \\ m & kg & sec \\ cm & g & sec \end{array}$$

Ad esempio

$$[\rho] = L^{-3}M^1T^0$$

possiamo associare a tale scrittura un vettore le cui componenti sono gli esponenti

$$\begin{pmatrix} L \\ M \\ T \end{pmatrix} \leftrightarrow \begin{pmatrix} -3 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

L'analisi dimensionale è basata sul seguente teorema.

TEOREMA 2.3 — Pi di Buckingham. Sia

$$q = f(q_1, \dots, q_n) \tag{R}$$

una relazione **completa** (invariante al cambio di sistema di unità di misura nell'ambito di una stessa classe).

Sia $1 \le k \le n$ il massimo numero di grandezze dimensionalmente indipendenti tra le q_1, \ldots, q_n ^a. Siano per esempio le prime q_1, \ldots, q_k (si dicono **quantità primarie**).

Allora (R) si può scrivere nella forma

$$\Pi = \mathcal{F}(\Pi_1, \dots, \Pi_{n-k})$$

dove Π_1, \ldots, Π_{n-k} sono **adimensionali**, ovvero numericamente non cambiano in qualunque modi si scali il sistema o le unità di misura (il vettore è nullo), espresse in termini di q_1, \ldots, q_n .

Applichiamo il tutto alla nostra situazione. Le grandezze fondamentali sono Θ, L, T .

$$u^* = f(x, t, D, Q)$$
 $n = 4$

^apoi si vedrà come determinare quali sono, ci avvarremo dell'algebra lineare.

Abbiamo

$$(x) = \Theta^0 L^1 T^0 \qquad \leftrightarrow \qquad \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$(t) = \Theta^0 L^0 T^1 \qquad \leftrightarrow \qquad \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

$$(D) = \Theta^0 L^2 T^{-1} \quad \leftrightarrow \quad \begin{pmatrix} 0 \\ 2 \\ -1 \end{pmatrix}$$

$$(Q) = \Theta^1 L^1 T^0 \qquad \leftrightarrow \qquad \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

t,D,Q sono linearmente indipendenti, di conseguenza li scegliamo come grandezze primarie. Esprimiamo le dimensioni delle grandezze secondarie in termini di quelle delle primarie

 \bullet Per la x

$$[x] \leftrightarrow \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} = \alpha \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} + \beta \begin{pmatrix} 0 \\ 2 \\ -1 \end{pmatrix} + \gamma \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} \qquad \gamma = 0, \beta = \frac{1}{2}, \alpha = \frac{1}{2}$$

Questo vuol dire che

$$[x] = [t]^{1/2} [D]^{1/2} [Q]^0$$

ma quindi $\frac{x}{\sqrt{Dt}} = \Pi_1$ è adimensionale.

• Per la u^*

$$[u^{\star}] \leftrightarrow \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \alpha \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} + \beta \begin{pmatrix} 0 \\ 2 \\ -1 \end{pmatrix} + \gamma \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} \qquad \gamma = 1, \alpha = \beta = -\frac{1}{2}$$

Questo vuol dire che

$$[u^{\star}] = [t]^{-1/2} [D]^{-1/2} [Q]^{1}$$

ma quindi $\frac{u^{\star}}{\frac{Q}{\sqrt{Dt}}} = \Pi$ è adimensionale

Riscriviamo ciò che abbiamo

$$\Pi \frac{Q}{\sqrt{Dt}} = f\left(\Pi_1 \sqrt{Dt}, t, D, Q\right) \quad \Rightarrow \quad \Pi = \frac{\sqrt{Dt}}{Q} f\left(\Pi_1 \sqrt{Dt}, t, D, Q\right)$$

che è della forma

$$\Pi = U(\Pi_1, t, D, Q)$$

Punto cruciale. Anche U deve essere adimensionale, ma se io cambio t, D, Q cambiano numericamente le grandezze, per cui **non può dipender**e da t, D, Q.

$$\Rightarrow \Pi = U(\Pi_1)$$

Torniamo alle variabili originali

$$\frac{u^{\star}}{\frac{Q}{\sqrt{Dt}}} = U\left(\frac{x}{\sqrt{Dt}}\right) \quad \Rightarrow \quad u^{\star} = \frac{Q}{\sqrt{Dt}}U\left(\frac{x}{\sqrt{Dt}}\right)$$

2.7.2 Passo 2

Dimostriamo che

$$U(\xi) = \frac{1}{\sqrt{4\pi}} e^{-\frac{\xi^2}{4}}$$

Dobbiamo usare l'equazione del calore imponendo che u^\star sia soluzione, poniamo $\xi = \frac{x}{\sqrt{Dt}}$, allora

$$\begin{split} u_t^{\star} &= \frac{Q}{\sqrt{D}} \left[-\frac{1}{2} t^{-3/2} U(\xi) + t^{-1/2} U'(\xi) \frac{x}{\sqrt{D}} \left(-\frac{1}{2} \right) t^{-3/2} \right] \\ &= -\frac{Q}{\sqrt{D}} \frac{1}{2} t^{-3/2} [U(\xi) + U'(\xi) \xi] \end{split}$$

$$u_x^{\star} = \frac{Q}{\sqrt{Dt}}U'(\xi) \cdot \frac{1}{\sqrt{Dt}} = \frac{Q}{Dt}U'(\xi)$$

$$u_{xx}^{\star} = \frac{Q}{Dt}U^{\prime\prime}(\xi) \cdot \frac{1}{\sqrt{Dt}} = \frac{Q}{\sqrt{D}}t^{-3/2}\frac{1}{D}U^{\prime\prime}(\xi)$$

Sostituiamo nell'equazione del calore omogenea

$$u_t^{\star} - Du_{xx}^{\star} = \frac{Q}{\sqrt{D}} t^{-3/2} \left[-\frac{1}{2} U(\xi) - \frac{1}{2} U'(\xi) \xi - U''(\xi) \right] = 0$$

$$\Rightarrow U''(\xi) + \frac{1}{2} \xi U'(\xi) + \frac{1}{2} U(\xi) = 0$$

Tale termine può essere visto come una derivata

$$\frac{d}{d\xi} \left[U'(\xi) + \frac{1}{2} \xi U(\xi) \right] = 0 \quad \Rightarrow \quad U'(\xi) + \frac{1}{2} \xi U(\xi) = \text{costante}$$

Ma sappiamo che U è pari e regolare in un certo senso, allora U'(0)=0. Imponendo quindi $\xi=0$ scopriamo che anche la costante è nulla. Abbiamo dunque

$$U'(\xi) + \frac{1}{2}\xi U(\xi) = 0$$

È un'equazione a variabili separabili

$$\frac{U'}{U} = -\frac{1}{2}\xi \quad \Rightarrow \quad \log U = -\frac{1}{4}\xi^2 + k \quad \Rightarrow \quad U = ce^{-\frac{1}{4}\xi^2}$$

Cos'è c? Non abbiamo ancora usato la conservazione dell'energia

$$\int_{\mathbb{D}} u^{\star}(x,t)dx = Q$$

che si riduce a

$$\int_{\mathbb{R}} \frac{Q}{\sqrt{Dt}} U\left(\frac{x}{\sqrt{Dt}}\right) dx = \left\{x = \xi \sqrt{Dt}\right\} = Q \int_{\mathbb{R}} U(\xi) d\xi = Q$$

Allora possiamo procedere a determinare c

$$\int_{\mathbb{R}} U(\xi) d\xi = 1 \quad \Rightarrow \quad c \int_{\mathbb{R}} e^{-\frac{1}{4}\xi^2} d\xi = 1 \quad \Rightarrow \quad \begin{cases} \xi = 2z \\ d\xi = 2dz \end{cases}$$

Ricordando l'integrale di Gauss

$$2c \underbrace{\int_{\mathbb{R}} e^{-z^2} dz}_{\sqrt{\pi}} = 1 \quad \Rightarrow \quad c = \frac{1}{2\sqrt{\pi}}$$

Infine

$$u^{\star}(x,t) = \frac{Q}{\sqrt{4\pi Dt}}e^{-\frac{x^2}{4Dt}}$$

Nel caso in cui Q = 1 si ottiene la soluzione fondamentale.

$$\Gamma_D(x,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{-\frac{x^2}{4Dt}}$$

Che ricorda la densità di probabilità di una normale.

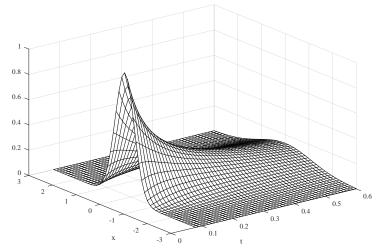
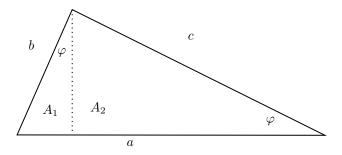


Figura 2.2: Soluzione fondamentale con D=1. Si può notare il picco iniziale che viene poi smussato.

Dimostrazione in due righe del Teorema di Pitagora.⁵



$$A = A_1 + A_2 \qquad \begin{cases} A = \mathcal{F}(a, \varphi) \\ A_1 = \mathcal{F}(b, \varphi) \\ A_2 = \mathcal{F}(c, \varphi) \end{cases} \qquad [A] = L^2$$

Usiamo l'analisi dimensionale

$$\frac{A}{a^2} = \mathcal{F}^{\star}(\varphi)$$
 adimensionale, $A_1 = b^2 \mathcal{F}^{\star}(\varphi)$, $A_2 = c^2 \mathcal{F}^{\star}(\varphi)$

Quindi

$$a^2 \mathcal{F}^{\star}(\varphi) = b^2 \mathcal{F}^{\star}(\varphi) + c^2 \mathcal{F}^{\star}(\varphi) \implies a^2 = b^2 + c^2$$

Lezione 7 (9/3/2021)

⁵Ovvero: come sparare a una mosca con un cannone (cit. S. Salsa).

2.7.3 Modellazione matematica della sorgente d'origine

Per giungere alla soluzione fondamentale siamo partiti dall'evoluzione della temperatura causata da una sorgente istantanea e concentrata nell'origine. Qual è il modello matematico più adatto a descriverla?

Per la conservazione dell'energia

$$\int_{\mathbb{D}} \Gamma_D(x,t) = 1, \ \forall t > 0$$

Inoltre possiamo studiare il comportamento della soluzione fondamentale per $t \to 0^+$

$$\Gamma_D(x,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{-\frac{x^2}{4Dt}} \xrightarrow{t \to 0^+} \begin{cases} 0, & x \neq 0 \\ \infty, & x = 0 \end{cases}$$

Nessuna funzione ha queste proprietà, ma si può modellare matematicamente la sorgente con una funzione generalizzata, una distribuzione: la **delta di Dirac** (nell'origine) δ_0

"
$$\Gamma_D(x,0) = \delta_0(x)$$
"

diventa la condizione iniziale.

DEFINIZIONE 2.4 — delta di Dirac. Si chiama distribuzione di Dirac nell'origine la funzione generalizzata che si indica con δ_0 e che agisce su una funzione test φ nel seguente modo

$$\int \delta(x)\varphi(x)dx = \langle \delta, \varphi \rangle = \varphi(0)$$

Il limite che abbiamo fatto sopra è un limite nel senso delle distribuzioni, in $D'(\mathbb{R})$

$$\langle \Gamma_D(\cdot, t), \varphi \rangle \xrightarrow{t \to 0^+} \langle \delta, \varphi \rangle = \varphi(0)$$

Se anziché nell'origine, la sorgente unitaria fosse concentrata in un punto y, dovrei modellarla con la distribuzione di Dirac in y, $\delta(x-y)$, e la funzione $\Gamma_D(x-y,t)$ è l'unica soluzione (grazie all'invarianza per traslazione spaziale) che soddisfi la condizione iniziale

$$\Gamma_D(x-y,0) = \delta(x-y)$$

2.7.4 Interpretazione della $\Gamma_D(x,t)$

- Unit source solution: Γ_D descrive la concentrazione di una sostanza nel punto x al tempo t generata dalla diffusione di una massa unitaria inizalmente concentrata nell'origine
- \bullet Altro punto di vista: sia una massa unitaria composta da un **numero** N di particelle
 - $-\Gamma_D(x,t)dx$ fornisce probabilità di trovare una particella in un intervallo del tipo (x,x+dx) al tempo t.
 - $-\Gamma_D(x,t)dx$ fornisce la percentuale di particelle fra le N che si trova in (x,x+dx) al tempo t.

NB. Come già osservato in precedenza, per t>0 Γ_D è $C^\infty(\mathbb{R}\times(0,+\infty))$. Si dimentica immediatamente della singolarità ed è positiva $\forall t>0$: la diffusione del calore è istantanea in tutta la sbarra.

2.7.5 Soluzione fondamentale in n > 1

Con ragionamenti analoghi otteniamo

$$\Gamma_D(\mathbf{x},t) = \frac{1}{(4\pi Dt)^{n/2}} e^{-\frac{|\mathbf{x}|^2}{4Dt}}$$

e come condizione iniziale

"
$$\Gamma_D(\mathbf{x}, 0) = \delta_n(0)$$
"
$$\int_{\mathbb{R}^n} \Gamma_D(\mathbf{x}, 0) \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x} = \langle \delta_n, \varphi \rangle = \varphi(0)$$

l'interpretazione della soluzione fondamentale è analoga e la conservazione dell'energia si esprime come

$$\int_{\mathbb{R}^n} \Gamma_D(\mathbf{x}, t) d\mathbf{x} = 1, \ \forall t > 0$$

2.8 Passeggiata aleatoria simmetrica (unidimensionale)

Esploriamo ora la connesione tra modelli **deterministici** e **probabilistici**. Vogliamo costruire modelli **continui** (nel nostro caso del tipo del moto browniano) come limite di modelli **discreti stocastici**.

Nel realizzare il procedimento si vede come l'equazione del calore possa essere approssimata con un'equazione alle differenze, risultato utile per alcuni metodi numerici che permettono il calcolo approssimato delle soluzioni.

Il nostro modello discreto, dato un passo spaziale di lunghezza h e un intervallo temporale di durata τ , prevede una particella di massa unitaria in moto lungo un asse (asse x) con le seguenti regole

- 1. la particella si muove, in un tempo τ , di h, partendo da x=0.
- 2. la particella si muove verso destra o sinistra con probabilità 1/2, in modo indipendente dai passi precedenti.

La particella al tempo $t=N\tau$ (dopo N passi) si troverà in

$$x = mh, \ m \in \mathbb{Z}, \ -N \le m \le N$$

x, m sono variabili aleatorie.

Voglio calcolare

p(x,t) = probabilità di trovare la particella in x al tempo t

Se x=mh è la posizione della particella dopo N passi, avrò fatto:

- \bullet k passi a destra
- N-k passi a sinistra

con 0 < k < N.

$$m = k - (N - k) = 2k - N$$

dunque

$$p(x,t) = p_k = \frac{\text{\#cammini con } k \text{ passi a destra}}{\text{\#cammini con } N \text{ passi}}$$
$$= \frac{\binom{N}{k}}{2^N} = \binom{N}{k} \left(\frac{1}{2}\right)^k \left(1 - \frac{1}{2}\right)^{N-k}$$

k ha legge binomiale di parametri $Bi\left(N, \frac{1}{2}\right)$.

 $\bullet\,$ valore atteso di k

$$\langle k \rangle = \frac{N}{2}$$

 \bullet varianza di k

$$\langle k^2 \rangle - \langle k \rangle^2 = \frac{N}{4}$$

ullet momento secondo di k

$$\langle k^2 \rangle = \frac{N}{4} + \langle k \rangle^2 = \frac{N^2 + N}{4}$$

Da cui si possono calcolare media e varianza di x:

 \bullet media di x

$$\langle x \rangle = h \langle m \rangle = h \langle 2k - N \rangle = h(2\langle k \rangle - N) = 0$$

 \bullet varianza di x

$$\langle x^2 \rangle = h^2 \langle m^2 \rangle = h^2 \langle 4k^2 - 4Nk + N^2 \rangle$$
$$= h^2 \left(4\langle k^2 \rangle - 4N\langle k \rangle + N^2 \right)$$
$$= h^2 \left(N^2 + N - 2N^2 + N^2 \right)$$
$$= h^2 N$$

Questi due valori sono caratteristiche essenziali della passeggiata da cui posso ricavare

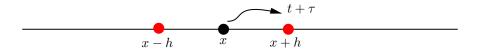
$$\frac{\langle x^2 \rangle}{t} = \frac{h^2 N}{\tau N} = \frac{h^2}{\tau}$$

prendendo la deviazione standard

$$d = \sqrt{\langle x^2 \rangle} = \frac{h}{\sqrt{\tau}} \sqrt{t} \implies d \sim \sqrt{t}$$

questa relazione mi dice che le particelle diffondono dell'ordine della radice di t: in pratica, dopo 100 secondi, mi sono mosso dell'ordine di 10.

Per arrivare ad un modello continuo ora devo ricavare un'equazione alle differenze finite su cui fare un passaggio al limite per $h, \tau \to 0$ (mantenendo tuttavia le stesse caratteristiche della passeggiata: il rapporto d,t)



Usando il teorema delle probabilità totali posso esprimere $p(x, t + \tau)$ in funzione dell'istante precedente

$$p(x, t + \tau) = \frac{1}{2}p(x - h, t) + \frac{1}{2}p(x + h, t)$$

Passando al limite ottengo 0 = 0, occorre quindi uno sviluppo di Taylor

$$\begin{split} p(x,t+\tau) &= p(x,t) + \tau p_t(x,t) + o(\tau) \\ p(x\pm h,t) &= p(x,t) \pm h p_x(x,t) + \frac{h^2}{2} p_{xx}(x,t) + o\left(h^2\right) \end{split}$$

sostituendo nell'equazione

$$p + \tau p_t + o(\tau) = \frac{1}{2}p - \frac{1}{2}pp_x + \frac{h^2}{4}p_{xx} + \frac{1}{2}p + \frac{1}{2}pp_x + \frac{h^2}{4}p_{xx} + o\left(h^2\right)$$

dividendo per τ e portando $o(\tau)$ a destra

$$p_t = \frac{1}{2} \frac{h^2}{\tau} p_{xx} + o\left(\frac{h^2}{\tau}\right) + o(1)$$

Se voglio ottenere una cosa sensata, facendo il limite, il rapporto h^2/τ deve mantenersi finito e positivo (così da mantenere le caratteristiche della passeggiata). Faccio il limite per $h, \tau \to 0$, assumendo

$$\frac{h^2}{\tau} = 2D, \ (D > 0)$$

fisso e sotto controllo. Allora $o\left(h^2/\tau\right)$ è come se fosse un o(1) visto che h^2/τ è costante. Passando al limite ottengo l'**equazione di diffusione:**

$$p_t = Dp_{xx}$$

Tornando alla passeggiata aleatoria

$$\frac{\langle x^2 \rangle}{t} = 2D \quad \Rightarrow \quad \sqrt{\langle x^2 \rangle} = \sqrt{t2D}$$

che significa che, nell'unità di tempo t=1, la particella diffonde di una distanza media $\sqrt{2D}$: è questa la caratteristica della passeggiata aleatoria che si conserva passando al limite. Abbiamo dunque dato un significato al coefficiente di diffusione!

Inoltre

$$\frac{h}{\tau} \to \infty$$

la velocità di spostamento diventa sempre più elevata.

2.8.1 Dalla passeggiata aleatoria al moto browniano

Che cosa è diventata la passeggiata aleatoria? Poniamo $x_j = x(jh)$ posizione raggiunta dopo j passi. Introduco la variabile aleatoria

$$\xi_j = \frac{x_j - x_{j-1}}{h} = \begin{cases} 1, & p = \frac{1}{2} \\ -1, & p = \frac{1}{2} \end{cases}$$

Da cui

$$\langle \xi_j \rangle = 0, \ \langle \xi_j^2 \rangle = 1$$

Le ξ_i sono una famiglia di variabili aleatorie iid. La posizione della particella dopo N passi è

$$X_N = h \sum_{j=1}^{N} \xi_j, \quad h = \sqrt{\frac{2Dt}{N}}$$

dove la scelta di h è tale che

$$\frac{h^2}{\tau} = 2D, \qquad t = N\tau$$

Allora

$$X_N = \sqrt{2Dt} \frac{\sum_{j=1}^N \xi_j}{\sqrt{N}}, \quad \sqrt{N} = \sqrt{\operatorname{Var} \sum_{j=1}^N \xi_j}$$

sui cui passando al limite per $N \to \infty$, grazie al Teorema Centrale Limite ottengo che X_N converge in legge ad una normale:

$$X_N \xrightarrow{\text{in legge}} N(0, 2Dt)$$

che ha come densità proprio la soluzione fondamentale Γ_D .

La passeggiata aleatoria è diventata al limite un moto continuo che, per D=1/2, prende il nome di moto browniano.

Di solito si usa la notazione B(t) per indicare la posizione di una particella che si muove di moto Browniano. In realtà al variare del tempo le variabili aleatorie sono definite su uno spazio di probabilità (Ω, \mathcal{F}, P) , con

- 1. Ω insieme degli eventi elementari
- 2. \mathcal{F} una σ -algebra degli eventi misurabili in Ω
- 3. P un'opportuna misura di probabilità in \mathcal{F}

La notazione corretta sarebbe dunque $B(t, \omega), \ \omega \in \Omega$.

 \bullet Bloccando t, otteniamo la variabile aleatoria

$$\omega \longmapsto B(t,\omega)$$

• Bloccando ω , otteniamo la funzione reale

$$t \longmapsto B(t,\omega)$$

che descrive uno dei possibili cammini di una particella Browniana.

2.8.2 Passeggiata aleatoria non simmetrica

Cosa succederebbe se, mantenendo tutte le altre regole uguali, la probabilità che la particella si sposti verso sinistra o verso destra non sia 1/2?

Sia p_0 la probabilità che la particella vada a destra e q_0 quella che vada a sinistra. Per il teorema delle probabilità totali posso riscrivere l'equazione alle differenze finite

$$p(x, t + \tau) = p_0 p(x - h, t) + q_0 p(x + h, t)$$

sviluppando in serie di Taylor in modo analogo

$$\tau p_{t} + o(\tau) = p_{0} \left(p - hp_{x} + \frac{h^{2}}{2} p_{xx} \right) + q_{0} \left(p + hp_{x} + \frac{h^{2}}{2} p_{xx} \right) + o\left(h^{2} \right)$$

$$=\underbrace{(p_0+q_0)}_{=1}p + \frac{h^2}{2}p_{xx} + (q_0-p_0)hp_x + o(h^2)$$

Da cui

$$p_t = \frac{1}{2} \frac{h^2}{\tau} p_{xx} + \frac{(q_0 - p_0)h}{\tau} p_x + o\left(\frac{h^2}{\tau}\right) + o(1)$$

Il termine $\frac{h^2}{\tau}$, come prima, sarà mantenuto costante e lo assumiamo uguale a 2D. Questa volta però c'è anche un nuovo termine da tenere sotto controllo:

$$\frac{(q_0 - p_0)h}{\tau} = \frac{q_0 - p_0}{h} \frac{h^2}{\tau}$$

Assumiamo dunque

$$\lim_{h\to 0}\frac{q_0-p_0}{h}=\beta,\ \, \beta \,\, \text{finito}$$

Passando al limite per $h,\tau\to 0$ sotto queste ipotesi otteniamo

$$\boxed{p_t = Dp_{xx} + vp_x} \quad v = 2\beta D$$

Che cos'è il termine v che abbiamo definito? Le sue dimensioni sono quelle di una velocità

$$[v] = LT^{-1}$$
 $v = \lim_{h \to 0} 2D \frac{q_0 - p_0}{h}$

 $q_0 - p_0$ codifica la tendenza del moto continuo ad andare verso una direzione privilegiata: se v > 0 il moto tenderà al limite ad andare verso sinistra, se v < 0 invece tenderà verso destra. In altre parole, esiste una corrente di intensità |v| che trasporta la particella in una direzione mentre questa diffonde con costante D.

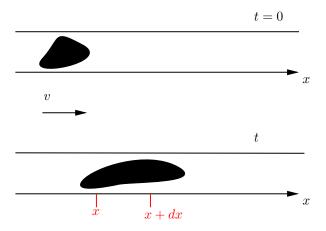
$$p_t = \underbrace{Dp_{xx}}_{\text{diffusione}} + \underbrace{vp_x}_{\text{deriva/drift}}$$

$$\text{trasporto}$$

La passeggiata aleatoria è diventata un processo di diffusione con deriva.

2.9 Inquinante in un canale

Esaminiamo un semplice modello di trasporto e diffusione: in un canale con corrente che si muove con velocità v costante lungo la direzione positiva dell'asse x è presente un inquinante. L'inquinante galleggia sulla superficie e il canale è molto stretto: possiamo trascurare larghezza e profondità ed approssimarlo ad un modello unidimensionale.



Vogliamo derivare un modello matematico per descrivere l'evoluzione della concentrazione c=c(x,t) della sostanza. Il tasso di variazione della massa che si trova nell'intervallo $[x,x+\Delta x]$ è dato da

$$\frac{d}{dt} \int_{x}^{x+\Delta x} c(y,t) dy = \int_{x}^{x+\Delta x} c_{t}(y,t) dy$$

è pari alla differenza tra il flusso in entrata attraverso x e il flusso in uscita attraverso x + dx. Indicando con q = q(x, t) il flusso di massa che entra nell'intervallo attraverso il punto x al tempo t posso scrivere la conservazione della massa

$$\int_{x}^{x+\Delta x} c_t(y,t)dy = q(x,t) - q(x+\Delta x,t)$$

Dividendo per Δx e passando al limite per $\Delta x \to 0$ si ottiene

$$c_t = -q_x \tag{2.7}$$

Ora bisogna decidere con che tipo di flusso di massa abbiamo a che fare o, in altri termini, stabilire una legge costitutiva per q:

• Per **convezione** o trasporto, il flusso è determinato dalla sola corrente d'acqua, come se l'inquinante fosse trasportato dal fluido senza espandersi o deformarsi

$$q(x,t) = vc(x,t)$$

• Per diffusione, similmente alla legge di Fourier per il calore, la legge di Fick stabilisce che la diffusione avviene da zone ad alta concentrazione verso zone a bassa concentrazione

$$q(x,t) = -Dc_x(x,t)$$

Poiché nel nostro caso sono presenti sia trasporto che diffusione, sovrapporremo i due effetti:

$$q = \text{diffusione} + \text{trasporto} = vc - Dc_x, \quad [q] = MT^{-1}$$

Sostituendo in (2.7) si trova

$$c_t = Dc_{xx} - vc_x$$

Lezione 8 (15/03/2021)

Consideriamo un modello del tipo

$$u_t = Du_{xx} + bu_x + cu \tag{2.8}$$

I vari termini rappresentano

- Du_{xx} , diffusione
- bu_x , trasporto o deriva (drift) con velocità v = -b nella direzione positiva dell'asse x
- cu, reazione (c > 0, crescita, oppure c < 0 decadimento, esponenziale)

Qual'è la soluzione fondamentale per (2.8), cioè quella soluzione che al tempo iniziale assume distribuzione Dirac in x = 0?. Si può dimostrare che è

$$\Gamma^{\star}(x,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{ct} \exp\left\{-\frac{(x+bt)^2}{4Dt}\right\}$$

Se c=0 abbiamo la solita Γ che si trasporta, se $c \geq 0$ la Γ viene accentuata o smorzata esponenzialmente. L'equazione generale in n dimensioni è

$$u_t = \operatorname{div}(A(x,t)\nabla u) + \operatorname{div}(\mathbf{b}u) + \mathbf{v}u + cu$$

dove i termini dipendono in questo modo

$$\mathbf{b} = \mathbf{b}(x,t)$$
 $\mathbf{v} = \mathbf{v}(x,t)$ $c = c(x,t)$

2.10 Problema di Cauchy globale (n = 1)

Consideriamo il problema di Cauchy globale in n=1 dimensioni. La generalizzazione a dimensione n>1 è standard, quindi lavoriamo in n=1 per semplicità.

(PCG)
$$\begin{cases} u_t - Du_{xx} = 0 & \text{in } \mathbb{R} \times (0, T) & T \le +\infty \\ u(x, 0) = g(x) & \text{in } \mathbb{R} \end{cases}$$

dove g è il dato iniziale assegnato.

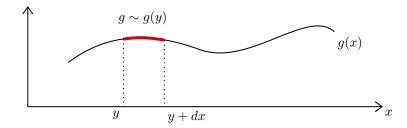
Interpretiamo u come una concentrazione di massa, o densità lineare di massa, nel senso che u(x,t)dx è la massa che si trova nell'intervallo (x,x+dx) al tempo t.

Sappiamo risolvere (PCG) nel caso di impulso nell'origine $g(x) = \delta(x)$ e di conseguenza anche nel caso di $g(x) = \delta(x - y)$. In questa situazione, la soluzione è data da

$$u(x,t) = \Gamma_D(x-y,t)$$

È una unit-source solution, nel senso che descrive come si evolve una massa unitaria inizialmente concentrata in y. Se avessimo una massa totale di Q anziché unitaria avremmo

$$u(x,t) = Q \cdot \Gamma_D(x-y,t)$$



La massa presente in (y, y + dy) è g(y)dy. L'evoluzione della singola massa Q = g(y)dy è

$$u(x,t) = \Gamma_D(x-y,t)g(y)dy$$

Per il principio di sovrapposizione possiamo sommare tutti i contributi

$$u(x,t) = \int_{\mathbb{R}} \Gamma_D(x-y,t)g(y)dy$$

che è una convoluzione del dato iniziale con la gaussiana

$$u(x,t) = (\Gamma_D(\cdot,t) * g)(x)$$

è la candidata soluzione di (PCG).

2.10.1 Esistenza

Problemi.

- 1. L'integrale è ben definito? Se $g(x) \sim e^{|x|^m}$, m > 2 per $|x| \to +\infty$, la gaussiana compensa potenze fino al 2, quindi ci si aspetta che l'integrale non converga! Non posso scegliere g come voglio, ma dovrò dare delle opportune condizioni all'infinito.
- 2. Supponiamo che converga, è vero che u è soluzione dell'equazione differenziale? In altre parole posso passare sotto il segno di integrale?
- 3. Supponiamo che sia soluzione, in che senso u(x,0) = g(x)?
- 4. Se tutto sopra va bene, u è anche l'unica?

Si trova risposta all'esistenza nel seguente fondamentale teorema, dalla dimostrazione piuttosto lunga, che omettiamo.

Теоrема 2.5 — di Esistenza. Sia g una funzione con un numero finito di punti di discontinuità e tale che $\exists c, a$ che la limitano secondo

$$|g(x)| \le ce^{ax^2} \quad \forall x \in \mathbb{R} \tag{G}$$

Sia

$$u(x,t) = \int_{\mathbb{R}} \Gamma_D(x-y,t)g(y)dy$$

Allora

⁶Non è corretto usare l'uguaglianza, intendiamo che le distribuzioni hanno lo stesso effetto tramite il prodotto di dualità.

- 1. u è ben definita e di classe C^{∞} in ogni strisica del tipo $\mathbb{R} \times (0,T)$, con $T < \frac{1}{4aD}$ e inoltre in tale striscia $u_t Du_{xx} = 0$.
- 2. Se x_0 è un punto di continuità per g, allora

$$u(x,t) \to g(x_0)$$
 se $(x,t) \to (x_0,0)$

In particolare se $g \in C(\mathbb{R})$, allora $u \in C(\mathbb{R} \times [0,T])$, **chiuso** a sinistra.

3. Esistono due costanti C, A tali che

$$|u(x,t)| \le Ce^{Ax^2} \ \forall (x,t) \in \mathbb{R} \times [0,T]$$

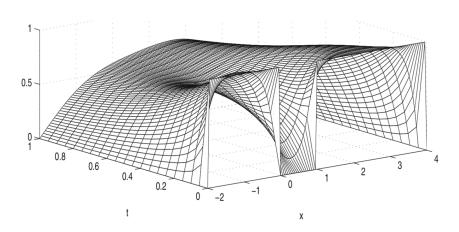
Questo risponde a 1, 2, 3. Occupiamoci dell'unicità.

OSSERVAZIONE. In molti casi il dato iniziale g è polinomiale, e il teorema è quindi soddisfatto per ogni scelta di a e c, in particolare ci permette di estendere l'invervallo temporale quanto vogliamo essendo $T < \frac{1}{4Da}$, con a arbitrariamente piccolo.

OSSERVAZIONE — Processo regolarizzante. Il primo enunciato sottolinea che anche se il dato iniziale è discontinuo da qualche parte (può esserlo in un numero finito di punti), subito dopo il primo istante la soluzione diventa continua e C^{∞} .

Per il dato iniziale

$$g(x) = \chi_{(-2,0)}(x) + \chi_{(1,4)}(x)$$



OSSERVAZIONE. Se g è limitata (cioè a=0 in (G)) allora u è definita in $\mathbb{R} \times (0,+\infty)$.

2.10.2 Unicità

In generale non c'è unicità, vediamo il controesempio di Tychonov

$$h(t) = \begin{cases} e^{-t^{-2}}, & t > 0 \\ 0, & t \le 0 \end{cases}$$
cioè tale che $h^{(k)}(t) \xrightarrow{t \to 0} 0, \ \forall k = 0, 1, 2 \dots$

La funzione costruita come

$$\mathcal{T}(x,t) = \sum_{k=0}^{\infty} \frac{h^{(k)}(t)}{(2k)!} x^{2k}$$

è soluzione dell'equazione $\mathcal{T}_t - \mathcal{T}_{xx} = 0$, $\mathcal{T}(x,0) = 0$ assunto con continuità.

Si dimostra per induzione che $\exists \vartheta > 0$ tale che $\forall t > 0$

$$\left|h^{(k)}(t)\right| \le \frac{k!}{(\vartheta t)^k} \exp\left(-\frac{1}{2}t^{-2}\right)$$

è chiaro che

$$|\mathcal{T}(x,t)| \leq \sum_{k=0}^{\infty} \underbrace{\frac{k!}{(2k)!}}_{\leq \frac{1}{11}} \frac{x^{2k}}{(\vartheta t)^k} \exp\left(-\frac{1}{2}t^{-2}\right) \leq \exp\left(\frac{x^2}{\vartheta t} - \frac{1}{2t^2}\right)$$

avendo riconosciuto la serie dell'esponenziale. Per x fissato e $t \to 0$, allora $|\mathcal{T}(x,t)| \to 0$.

Si verifica che

$$\mathcal{T}_t(x,t) = \sum_{k=0}^{\infty} \frac{h^{(k+1)}(t)}{(2k)!} x^{2k} = \sum_{k=1}^{\infty} \frac{h^{(k)}(t)}{(2k-2)!} x^{2k-2} = \mathcal{T}_{xx}(x,t)$$

quindi $\mathcal{T}(x,t)$ rispetta l'equazione differenziale e anche il teorema di esistenza. Tuttavia anche la soluzione identicamente nulla è, ovviamente, soluzione del problema. Segue che in generale la soluzione non è unica. Il problema è che \mathcal{T} cresce troppo quando $x \to \pm \infty$ per tempi t piccoli a causa del termine

$$\frac{x^2}{\vartheta t}$$

Se al posto di ϑt ci fosse una costante andrebbe meglio: si definisce una classe di soluzioni a crescita controllata che garantisce l'unicità.

Definizione 2.6 — Classe di Tychonov.

$$|u(x,t)| \le Ce^{Ax^2}, \quad \forall x \in \mathbb{R}, t \in [0,T]$$

TEOREMA 2.7 — Principio di massimo globale. Sia $u \in C(\mathbb{R} \times [0,T])$, con u_t, u_x, u_{xx} continue in $\mathbb{R} \times (0,T)$, tale che in $\mathbb{R} \times (0,T)$

1. Sia una sottosoluzione dell'equazione del calore

$$u_t - Du_{xx} \le 0 \quad (\ge)$$

2. Sia dominata da un esponenziale, C > 0

$$u(x,t) \le Ce^{Ax^2} \quad \left(\ge -Ce^{Ax^2} \right)$$

Allora

$$\sup_{\mathbb{R}\times[0,T]}u(x,t)\leq \sup_{\mathbb{R}}u(x,0) \qquad (\inf_{\mathbb{R}\times[0,T]}u(x,t)\geq \inf_{\mathbb{R}}u(x,0))$$

Se u fosse soluzione dell'equazione

$$\begin{cases} u_t - Du_{xx} = 0 & \text{in } \mathbb{R} \times (0, T) \\ u \text{ nella classe di Tychonov} \end{cases}$$

allora

$$u(x,0) = 0$$
 implies $u(x,t) = 0$ in $\mathbb{R} \times [0,T]$

Conseguenza.

La

$$u(x,t) = \int_{\mathbb{R}} \Gamma_D(x-y,t)g(y)dy$$

definita nel teorema di Esistenza è unica all'interno della Classe di Tychonov, che era comunque richiesta in tale teorema al punto 3, pertanto fornisce non solo esistenza, ma anche unicità!

Capitolo 3

Equazione di Laplace-Poisson

DEFINIZIONE 3.1 — Equazione di Poisson. Si definisce

$$-\Delta u = f$$
 in Ω dominio limitato in \mathbb{R}^n

da dove viene fuori?

- Temperatura a regime stazionario con D=1 dell'equazione del calore.
- E campo elettrostatico generato da una distribuzione di carica ρ in $\Omega \subset \mathbb{R}^3$ in unità Mks:

$$\operatorname{div} \mathbf{E} = \frac{4\pi\rho}{\varepsilon}$$

 ε costante dielettrica.

Se il campo è conservativo esiste uno scalare u, potenziale elettrostatico, tale che $\nabla u = -\mathbf{E}$ allora

$$\operatorname{div} \mathbf{E} = -\operatorname{div}(\nabla u) = -\Delta u = \frac{4\pi\rho}{\varepsilon}$$

In assenza di cariche $\rho = 0$ e quindi il potenziale è armonico $\Delta u = 0$.

 \bullet Le parti reali e immaginarie di una funzione olomorfa sono armoniche. Poiché per esempio le funzioni al variare di $m \in \mathbb{N}$

$$z^m = \rho^m(\cos m\vartheta + i\sin m\vartheta)$$

sono olomorfe in \mathbb{C} , di conseguenza le funzioni

$$\begin{cases} u(\rho, \vartheta) = \rho^m \cos m\vartheta \\ v(\rho, \vartheta) = \rho^m \sin m\vartheta \end{cases}$$

sono armoniche. Tra esse per esempio

$$m=2, z^2 = (x^2 - y^2) + ixy \Rightarrow \begin{cases} u = x^2 - y^2 \\ v = xy \end{cases}$$

3.1 Tipici problemi al bordo

Sono le condizioni che troviamo nell'equazione del calore nella parte laterale

- Dirichlet u = g su $\partial \Omega$
- Neumann $\partial_{\nu}u = h$ su $\partial\Omega$
- Robin $\partial_{\nu}u + \alpha u = h$, con $\alpha > 0$

• miste

Lezione 9 (16/03/2021)

Teorema 3.2. Sia $\Omega \subset \mathbb{R}^n$ un dominio limitato regolare. Allora esiste al più una funzione u di classe $C^2(\Omega) \cap C^1(\overline{\Omega})$ soluzione di $\Delta u = f$ in Ω con condizioni di Dirichlet o Robin. Nel caso di Neumann, due soluzioni differiscono per una costante.

DIMOSTRAZIONE. Siano u e v soluzioni di uno dei problemi indicati con lo stesso dato al bordo g. Sia w = u - v, allora w è armonica in Ω

$$\Delta w = \Delta u - \Delta v = -f + f = 0$$

con dato al bordo g=0. Moltiplicando per w e integrando su Ω

$$\int_{\Omega} w \Delta w = 0$$

Da cui, utilizzando l'identità di Green (1.2)

$$-\int_{\Omega} |\nabla w|^2 + \int_{\partial\Omega} w \partial_{\nu} w \ d\sigma = 0 \quad \Rightarrow \quad \int_{\Omega} |\nabla w|^2 = \int_{\partial\Omega} w \partial_{\nu} w \ d\sigma$$

Ora analizziamo nello specifico i tre possibili casi:

• Dirichlet

Essendo w = 0 su $\partial \Omega$ si trova

$$\int_{\Omega} |\nabla w|^2 = 0 \& \Rightarrow \nabla w = 0 \text{ in } \Omega$$

$$\Rightarrow w = \text{cost. in } \Omega$$

Ma dato che w=0 su $\partial\Omega$, la costante deve essere 0, da cui $w\equiv0$.

• Robin

Essendo $\partial_{\nu} w = -\alpha w$

$$\begin{split} \int_{\Omega} |\nabla w|^2 &= -\alpha \int_{\partial \Omega} w^2 d\sigma \leq 0 \\ &\Rightarrow \quad \nabla w = 0 \text{ in } \Omega \\ &\Rightarrow \quad w = \text{cost. in } \Omega \end{split}$$

ma allora w = 0 su $\partial \Omega \Rightarrow w \equiv 0$ in Ω .

• Neumann

Essendo $\partial_{\nu} w = 0$

$$\int_{\Omega} |\nabla w|^2 = 0 \ \, \Rightarrow \ \, w = {\rm cost. \ in} \, \, \Omega$$

Non posso fare alcuna affermazione aggiuntiva.

Nel caso Neumann non vale l'unicità, ma in generale non vale neanche l'esistenza, infatti da

$$-\Delta u = f$$
, $\partial_{\nu} u = g \text{ su } \partial \Omega$

integrando su Ω si trova

$$-\int_{\Omega} \Delta u = \int_{\Omega} f$$

e applicando il teorema di Gauss (1.3)

$$\Rightarrow -\int_{\partial\Omega} \partial_{\nu} u d\sigma = \int_{\Omega} f \Rightarrow \int_{\Omega} f + \int_{\partial\Omega} g d\sigma = 0$$

Abbiamo trovato una condizione necessaria per la risolubilità del problema di Neumann. Per esempio:

$$\begin{cases} -\Delta u = 1 & \text{in } \Omega \\ \partial_{\nu} u = 0 \end{cases}$$

non ha soluzione! La condizione necessaria che abbiamo trovato infatti darebbe

$$\int_{\Omega} 1 = 0$$

3.2 Funzioni armoniche nel discreto

Per esaminare le proprietà delle funzioni armoniche torniamo ad esplorare il legame tra modelli discreti e continui, probabilistici e deterministici. Ritorniamo alla passeggiata aleatoria, lavorando questa volta in dimensione n=2. Allora detti h>0 passo spaziale, e $\tau>0$ passo temporale, introduciamo $h\mathbb{Z}^2$ il reticolo dei punti

$$\begin{cases} x = (x_1, x_2) \\ x_1 = mh & m \in \mathbb{Z} \\ x_2 = nh & n \in \mathbb{Z} \end{cases}$$

La particella si muove in ciascuna delle quattro direzioni con probabilità identica 1/4, e i versori degli assi x_1, x_2 sono rispettivamente \vec{e}_1, \vec{e}_2 .

Sia $p(x,t) = p(x_1,x_2,t)$ la probabilità di trovare la particella nel punto x al tempo t. Come nella precedente passeggiata cerchiamo di ricavare un'equazione alle differenze per p col teorema delle probabilità totali.

$$p(x_1, x_2, t + \tau) = \frac{1}{4} \{ p(x - h\vec{e}_1, t) + p(x + h\vec{e}_1, t) + p(x - h\vec{e}_2, t) + p(x + h\vec{e}_2, t) \}$$

Quella che troviamo è esattamente la media aritmetica dei valori di $p(\cdot,t)$ nei punti dell'intorno discreto di x di raggio h.

Trascurando per ora il tempo, definisco l'operatore di media su una generica funzione $u=u(x),\ x\in h\mathbb{Z}^2$

$$M_h u(x) = \frac{1}{4} \sum_{|x-y|=h} u(y)$$

In questo modo posso riscrivere l'equazione alle differenze sfruttando l'operatore

$$p(x_1, x_2, t + \tau) = M_h p(x, t)$$

Sviluppando fino al secondo ordino con Taylor

$$M_h u(x) = \frac{1}{4} \left\{ 4u(x) + \underbrace{h^2 u_{x_1 x_1}(x) + h^2 u_{x_2 x_2}(x)}_{h^2 \Delta u(x)} \right\} + o(h^2)$$

$$\Rightarrow \lim_{h \to 0} \frac{M_h u(x) - u(x)}{h^2} = \frac{1}{4} \Delta u(x)$$

In base a questo risultato è coerente definire il laplaciano discreto

$$\Delta_h^* u(x) = \frac{4}{h^2} (M_h u(x) - u(x)) \tag{3.1}$$

Se $\Delta_h^* u = 0$ (ovvero se in ogni punto x la funzione coincide con la media dei propri valori nei punti dell'intorno discreto di x di raggio h) la funzione verrà chiamata **d-armonica** (dove d sta per discreto).

Cerchiamo ora di definire il problema di Dirichlet discreto nel reticolo: per farlo servono prima delle nozioni di topologia discreta.

Sia $A \in h\mathbb{Z}^2$. Diciamo che $x \in A$ è

- interno ad A se il suo intorno discreto di raggio h è contenuto in A;
- punto di frontiera se non è interno ad A ma il suo intorno discreto di raggio h contiene almeno un punto interno;
- isolato se non è interno o di frontiera.

A è detto **connesso** se non ha punti isolati e $\forall x_0, x_1 \in A \ x_0, x_1$ possono essere collegati da un cammino discreto contenuto interamente in A

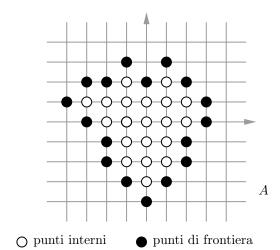


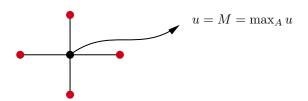
Figura 3.1: Esempio di dominio connesso di $h\mathbb{Z}^2$

Problema di Dirichlet discreto: sia A dominio limitato e connesso di $h\mathbb{Z}^2$, sia g definita su ∂A . Determinare u, definito su A, tale che

$$\begin{cases} \Delta_h^* u = 0 & \text{nei punti interni ad } A \\ u = g & \text{su } \partial A \end{cases}$$
 (3.2)

Proprietà di una soluzione di (3.2):

1. **Principio di massimo**. Se u assume massimo o minimo in un punto interno ad A, allora u è costante. Infatti



- $\Rightarrow u = M$ nei punti del suo intorno discreto (visto che il punto centrale è la media dei 4 punti, tutti devono essere punti di massimo). Reiterando il ragionamento per ogni altro punto dell'intorno posso propagarlo fino alla frontiera.
- 2. u assume max e min su ∂A (immediata conseguenza del punto 1)
- 3. La soluzione di (3.2) è unica

Posso risolvere il problema di Dirichlet discreto con metodi probabilistici, tornando alla passeggiata aleatoria.

Interpretiamo g come una sorta di **guadagno**: se la particella parte da x e raggiunge la frontiera di A per la prima volta in y otteniamo un guadagno g(y). Voglio dimostrare che, qualunque sia il punto di partenza x, la particella raggiunge ∂A con probabilità 1 e che il valore di u(x), la soluzione che vogliamo costruire, è il valore atteso del guadagno g rispetto ad un'opportuna distribuzione di probabilità su ∂A .

Indichiamo con Γ un qualunque sottoinsieme di ∂A e con $P(x,\Gamma)$ la probabilità che la particella che parte da x raggiunga per la prima volta la ∂A in un punto $y \in \Gamma$.

Dobbiamo dimostrare che $P(x, \partial A) = 1 \ \forall x \in A$. Indico con $w_{\Gamma}(x)$ la funzione che ottengo al variare di x in $P(x, \Gamma)$ con Γ fissato:

$$x \longmapsto w_{\Gamma}(x) \equiv P(x,\Gamma), \ \Gamma \text{ fissato}$$

Facciamo vedere che è d-armonica nei punti interni ad A, cioè che $\Delta_h^* w_{\Gamma} = 0$. Usando il teorema delle probabilità totali

$$w_{\Gamma}(x) = P(x, \Gamma) = \frac{1}{4} \sum_{|x-y|=h} P(y, \Gamma) = \frac{1}{4} \sum_{|x-y|=h} w_{\Gamma}(y) = M_h w_{\Gamma}(x)$$

Da cui

$$M_h w_{\Gamma}(x) - w_{\Gamma}(x) = 0$$

$$\Rightarrow \quad \Delta_h^* w_{\Gamma} = \frac{4}{h^2} (M_h w_{\Gamma}(x) - w_{\Gamma}(x)) = 0$$

in tutti i punti interni ad A!

E invece sulla ∂A ? Ovviamente se

$$x \in \Gamma \implies P(x,\Gamma) = 1$$

 $x \in \partial \Gamma \backslash A \implies P(x,\Gamma) = 0$

Quindi

$$w_{\Gamma}(x) = \begin{cases} 1 & x \in \Gamma \\ 0 & x \in \partial A \backslash \Gamma \end{cases}$$

Ma allora prendendo $\Gamma = \partial A$, $w_{\partial A}(x) = P(x, \partial A)$ è soluzione del problema di Dirichlet discreto con valore 1 sul bordo $(g \equiv 1)$

$$\begin{cases} \Delta_h^* w_\Gamma(x) = 0 & x \text{ interno ad } A \\ w_{\partial A}(x) = 1 & x \in \partial A \end{cases}$$

Ma anche la funzione $z(x) \equiv 1$ è d-armonica, con gli stessi valori al bordo e soluzione dello stesso problema di Dirichlet. Poiché per la terza proprietà, la soluzione è unica

$$w_{\partial A}(x) = z(x) \equiv 1 \ \forall x \in A$$

$$\Rightarrow w_{\partial A}(x) = P(x, \partial A) = 1 \ \forall x \in A$$

La probabilità di raggiungere la frontiera di A partendo da un qualunque punto interno di A è uguale a 1. Se invece prendiamo la funzione

$$\Gamma \longmapsto P(x,\Gamma), x \text{ fissato}$$

con $P(x, \partial A) = 1$, prendendo $\Gamma_1, \Gamma_2 \subset A, \Gamma_1 \cap \Gamma_2 = \emptyset$

$$P(x, \Gamma_1 \cup \Gamma_2) = P(x, \Gamma_1) + P(x, \Gamma_2)$$

è additiva e definisce dunque una misura di probabilità su ∂A , $\forall x \in A$ fissato. Fatti tutti questi passaggi possiamo ora costruire la soluzione u.

Теогема 3.3. Il valore della soluzione u in $x \in A$ è il valore atteso dei guadagni g(y) rispetto alla distribuzione di probabilità $P(x,\Gamma)$ cioè

$$u(x) = \sum_{y \in \partial A} g(y)P(x, \{y\})$$

DIMOSTRAZIONE. u è d-armonica, essendolo $x \mapsto P(x, \{y\})$: ogni addendo

$$g(y)P(x, \{y\}) = g(y)w_{\{y\}}(x)$$

è d-armonico in A. Inoltre se $z \in \partial A$ allora u(z) = g(z) poiché

$$u(z) = \sum_{y \in \partial A} g(y)P(z, \{y\})$$

ed ogni termine nella somma è uguale a g(z) se y=z oppure a zero se $y\neq z$, infatti

$$\begin{cases} P(z, \{y\}) = 1 & z = y, \ z \in \partial A \\ P(z, \{y\}) = 0 & z \neq y, \ z \in \partial A \end{cases}$$

3.3 Funzioni armoniche

Sia $\Omega \subseteq \mathbb{R}^n$ un dominio, u è armonica in Ω se $u \in C^2(\Omega)$ e $\Delta u = 0$ in Ω .

Quando il passo spaziale $h \to 0$ le funzioni d-armoniche "diventano" armoniche: è ragionevole che versioni appropriate delle proprietà per funzioni d-armoniche continuino a valere nel caso continuo. La prima è la proprietà di media.

3.3.1 Proprietà di media

Le funzioni d-armoniche sono definite in termini di proprietà di media, quindi ci aspettiamo che le funzioni armoniche ereditino una proprietà di media del tipo: il valore al centro di ogni sfera $B_R(x) \subset\subset \Omega^1$ è uguale alla media artimetica dei valori al bordo della sfera ∂B_R .

Indichiamo con ω_n la misura di ∂B_1 , la superficie della sfera in n dimensioni di raggio 1. Quindi $w_n = |\partial B_1|$:

$$w_2 = 2\pi$$

$$w_3 = 4\pi$$

$$w_n = \frac{n\pi^{n/2}}{\Gamma(\frac{n}{2} + 1)}$$

Dove la funzione Gamma di Eulero è definita come

$$\Gamma(s) = \int_0^{+\infty} t^{s-1} e^{-t} dt$$

Teorema 3.4. Sia u armonica in $\Omega \subseteq \mathbb{R}^n$. \forall sfera $B_R(x) \subset\subset \Omega$ valgono le seguenti formule:^a

$$u(x) = \frac{1}{w_n R^{n-1}} \int_{\partial B_R(x)} u(\sigma) d\sigma \tag{3.3}$$

$$u(x) = \frac{n}{w_n R^n} \int_{B_R(x)} u(y) dy \tag{3.4}$$

a Nota che $w_n R^{n-1}$ è la misura $|\partial B_R(x)|$, mentre $\frac{w_n R^n}{n}$ è semplicemente la misura $|B_R(x)|$. I due coefficienti moltiplicativi nelle formule non fanno altro che riscalare rispettivamente per la misura della superficie della sfera e per la misura della sfera stessa: da questo deriva l'interpretazione di "proprietà di media".

¹Questa notazione è equivalente a $\overline{B_R}(x) \subset \Omega$, indica che la supeficie della sfera non tocca la frontiera di Ω .

3.3. Funzioni armoniche 47

DIMOSTRAZIONE. Dimostriamo prima la (3.3). Per 0 < r < R definiamo

$$g(r) = \frac{1}{w_n r^{n-1}} \int_{\partial B_r(x)} u(\sigma) d\sigma$$

Voglio dimostrare che g(r) è costante e quindi che g'(r) = 0 per 0 < r < R. Effettuo un cambio di variabili $\sigma = x + r\sigma'$, allora $\sigma' \in \partial B_1(0)$ e

$$d\sigma = r^{n-1}d\sigma'$$

$$g(r) = \frac{1}{w_n r^{n-1}} \int_{\partial B_1(0)} r^{n-1} u(x + r\sigma') d\sigma' = \frac{1}{w_n} \int_{\partial B_1(0)} u(x + r\sigma') d\sigma'$$

Calcoliamo la derivata

$$g'(r) = \frac{1}{w_n} \int_{\partial B_1(0)} \frac{d}{dr} u(x + r\sigma') d\sigma' = \frac{1}{w_n} \int_{\partial B_1(0)} \nabla u(x + r\sigma') \cdot \sigma' d\sigma'$$

Usando il teorema della divergenza

$$g'(r) = \frac{r}{w_n} \int_{B_1(0)} \Delta u(x + ry) dy$$

Ma, essendo u armonica

$$g'(r) = \frac{r}{w_n} \int_{B_1(0)} \Delta u(x + ry) dy = 0$$

Dunque g è costante. Inoltre^a

$$g(r) \xrightarrow{r \to 0^+} u(x)$$

$$g(r) \xrightarrow{r \to R} \frac{1}{w_n R^{n-1}} \int_{\partial B_R(x)} u(\sigma) d\sigma$$

Eguagliando i due termini otteniamo la (3.3).

Per ottenere la (3.4) partendo da

$$u(x) = \frac{1}{w_n r^{n-1}} \int_{\partial Br(x)} u(\sigma) d\sigma$$

moltiplichiamo per r^{n-1} e integriamo tra 0 ed R:

$$\begin{split} \int_0^R r^{n-1} u(x) &= \frac{1}{w_n} \int_0^R dr \int_{\partial B_r(x)} u(\sigma) d\sigma \ \to \ \text{con fubini} \\ &\frac{R^n}{n} u(x) = \frac{1}{w_n} \int_{B_R(x)} u(y) d(y) \end{split}$$

Da cui

$$u(x) = \frac{n}{w^n R^n} \int_{B_R(x)} u(y) dy$$

$$\int_{B_R(x)} f(y)dy = \int_0^R \left(\int_{\partial B_r(x)} f d\sigma \right) dr$$

Abbiamo dimostrato che se una funzione è armonica allora vale la proprietà di media, ma è vero anche il contrario:

 $[^]a\mathrm{La}$ prima relazione vale per continuità di u

 $[^]b$ Riordinando gli integrali con fubini sul membro di destra otteniamo una formula di "riduzione per bucce"

TEOREMA 3.5. Sia $\Omega \subseteq \mathbb{R}^n$ dominio e $u \in C(\Omega)$. Se u ha la proprietà di media in Ω , allora $u \in C^{\infty}(\Omega)$ e $\Delta u = 0$ in Ω .

DIMOSTRAZIONE. Basta dimostrare che $u \in C^{\infty}(B)$ e $\Delta u = 0$ in B, dove B è una qualunque sfera contenuta in Ω . Sia dunque $B \subset\subset \Omega$ e sia v la soluzione di

$$\begin{cases} \Delta v = 0 & \text{in } B \\ v = u & \text{su } \partial B \end{cases}$$

 $v \in C^{\infty}(B) \cap C(\overline{B})$ perchè soluzione del problema di Poisson^a. Anche v, essendo armonica in B, ha la proprietà di media in B. Definisco

$$w = u - v$$

Anch'essa ha la proprietà della media in B, essendo la pdm additiva. Da ciò segue che w assume massimo e minimo su ∂B , ma essendo w=0 su ∂B

$$\Rightarrow w = 0 \text{ in } \overline{B} \Rightarrow u = v \text{ in } \overline{B}$$

3.3.2 Principio di massimo

Come nel caso discreto il principio di massimo era implicato dalla proprietà della media, nel caso continuo le funzioni che godono della proprietà della media in Ω non possono assumere massimi o minimi globali in punti interni ad Ω , a meno che non siano costanti. Inoltre se Ω è limitato e u (non costante) è continua in $\overline{\Omega}$, segue che u assume massimo e minimo solo su $\partial\Omega$.

Teorema 3.6 — Principio di massimo. Sia $\Omega \subseteq \mathbb{R}^n$ e $u \in C(\Omega)$. Se u ha la proprietà della media in Ω , e u assume massimo o minimo in un punto di Ω , allora u è costante. Inoltre, se Ω è limitato e u (non costante) $\in C(\overline{\Omega})$ allora

$$u(x) < \max_{\partial \Omega} u, \ u(x) > \min_{\partial \Omega} u \ \ \forall x \in \Omega$$

DIMOSTRAZIONE. Sia $p \in \Omega$ punto di minimo

$$m = u(p) \le u(y) \ \forall y \in \Omega$$

Vogliamo dimostrare che $u(x) = m \ \forall y \in \Omega$.

Sia $q \in \Omega$ arbitrario. Poiché Ω è connesso, possiamo trovare una sequenza finita di sfere $B(x_j) \subset\subset \Omega$, j = 0, ..., N tali che

- $\bullet \ x_0 = p, \ x_N = q$
- $x_j \in B(x_{j-1})$

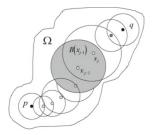
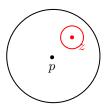


Figura 3.2: Sequenza di cerchi sovrapposti che connettono i punti $p \in q$

 $[^]a$ Vedi il prossimo capitolo su formula di Poisson.

3.3. Funzioni armoniche 49

Per assurdo supponiamo esista $z \in B(p)$ tale che u(z) > m. Sia $B_r(z) \subset B(p)$



Dalla proprietà della media so che

$$m = u(p) = \frac{1}{|B(p)|} \int_{B(p)} u(y) dy$$

$$m = \frac{1}{|B(p)|} \bigg\{ \int_{B(p)\backslash B_r(z)} \underbrace{u(y)}_{>m} dy + \int_{B_r(z)} u(y) dy \bigg\}$$

Sul secondo termine posso sfruttare ancora la proprietà della media

$$\int_{B_r(z)} u(y) dy = u(z) |B_{r(z)}| > m |B_r(z)|$$

Ma allora ottengo una contraddizione

$$m > \frac{1}{|B(p)|} \{ m|B(p)\backslash B_r(z)| + m|B_r(z)| \} = m$$

Deduco che u = m in tutto B(p) e quindi anche in x_1 (poiché $x_j \in B(x_{j-1})$) allora posso ripetere il ragionamento che ho fatto trovando u = m in $B(x_1)$ ed iterando fino all'ultima sfera trovo u(q) = m.

3.3.3 Conseguenze del principio di massimo

Dal principio di massimo segue come corollario:

Teorema 3.7. Sia Ω dominio limitato e $g \in C(\partial \Omega)$. Il problema

$$\begin{cases} \Delta u = 0 & \text{in } \Omega \\ u = g & \text{su } \partial \Omega \end{cases}$$

ha al massimo una soluzione $u \in C^2(\Omega) \cap C(\overline{\Omega})$. Inoltre, siano $g_1, g_2 \in C(\partial\Omega)$, e u_1, u_2 le corrispondenti soluzioni. Allora

- 1. Confronto: se $g_1 \geq g_2$ su $\partial \Omega \implies u_1 \geq u_2$ su Ω
- 2. Stabilità (in norma $L^{\infty}(\Omega)$):

$$|u_1(x) - u_2(x)| \le \max_{\partial \Omega} |g_1 - g_2| \ \forall x \in \overline{\Omega}$$
(3.5)

Dimostrazione. Procediamo coi vari passi

1. Sia $w = u_1 - u_2$. Allora $w = g_1 - g_2$ è armonica ed è ≥ 0 su $\partial \Omega$. Poiché $g_1 - g_2$ differiscono in almeno un punto di $\partial \Omega$, w non è costante e per il principio di massimo

$$w(x) > \min_{\partial \Omega} w(x) = \min_{\partial \Omega} (g_1 - g_2) \ge 0 \ \forall x \in \Omega$$

Quindi

$$w(x) \ge 0 \ \forall x \in \Omega \ \Rightarrow \ u_1 \ge u_2 \ \text{su} \ \Omega$$

2. Sempre dal principio di massimo

$$\begin{aligned} u_1(x) - u_2(x) &\leq \max_{\partial \Omega} \ (g_1 - g_2) \leq \max_{\partial \Omega} \ |g_1 - g_2| \\ u_2(x) - u_1(x) &\leq \max_{\partial \Omega} \ (g_2 - g_1) \leq \max_{\partial \Omega} \ |g_1 - g_2| \\ &\Rightarrow \ |u_1(x) - u_2(x)| \leq \max_{\partial \Omega} |g_1 - g_2| \end{aligned}$$

Ora se $g_1 = g_2$ la (3.5) diventa

$$|u_1(x) - u_2(x)| = 0 \implies u_1 = u_2$$

da cui l'unicità.

Lezione 10 (18/03/2021)

Se abbiamo $\Delta u = 0$ in Ω ha la proprietà di media in $\Omega \Rightarrow$ principio di massimo \Rightarrow unicità per il problema di Dirichlet.

3.4 Laplaciano in coordinate cilindriche

Consideriamo $p_1 = p_2 = 0$ per comodità.

$$\begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} r \cos \vartheta \\ r \sin \vartheta \end{pmatrix} \quad \Leftrightarrow \quad r = \sqrt{x^2 + y^2}, \quad \tan \vartheta = \frac{y}{x}$$

Derivando r, ϑ

$$r_x = \cos \vartheta$$
 $r_y = \sin \vartheta$ $\vartheta_x = -\frac{\sin \vartheta}{r}$ $\vartheta_y = \frac{\cos \vartheta}{r}$
$$r_{xx} = \frac{\sin^2 \vartheta}{r}$$
 $r_{yy} = \frac{\cos^2 \vartheta}{r}$
$$\vartheta_{xx} = \frac{2\cos \vartheta \sin \vartheta}{r^2}$$

$$\vartheta_{yy} = -\frac{2\cos \vartheta \sin \vartheta}{r^2}$$

Possiamo derivare $u(r,\vartheta)$ una prima volta

$$u_x = u_r r_x + u_\vartheta \vartheta_x$$

$$= \cos \vartheta u_r - \frac{\sin \vartheta}{r} u_\vartheta$$

$$u_y = u_r r_y + u_\vartheta \vartheta_y$$

$$= \sin \vartheta u_r + \frac{\cos \vartheta}{r} u_\vartheta$$

e una seconda volta

$$\begin{split} u_{xx} &= u_{rx}r_x + u_rr_{xx} + u_{\vartheta x}\vartheta_x + u_{\vartheta}\vartheta_{xx} \\ &= u_{rr}r_x^2 + 2u_{r\vartheta}r_x\vartheta_x + u_rr_{xx} + u_{\vartheta\vartheta}\vartheta_x^2 + u_{\vartheta}\vartheta_{xx} \\ &= \cos^2\vartheta u_{rr} - \frac{2\cos\vartheta\sin\vartheta}{r}u_{r\vartheta} + \frac{\sin^2\vartheta}{r}u_r + \frac{\sin^2\vartheta}{r^2}u_{\vartheta\vartheta} + \frac{2\cos\vartheta\sin\vartheta}{r^2}u_{\vartheta} \\ u_{yy} &= u_{ry}r_y + u_rr_{yy} + u_{\vartheta}\vartheta_y + u_{\vartheta}\vartheta_{yy} \\ &= u_{rr}r_y^2 + 2u_{r\vartheta}r_y\vartheta_y + u_{r\vartheta}\vartheta_y + u_{\vartheta\vartheta}\vartheta_y^2 + u_{\vartheta}\vartheta_{yy} \\ &= \sin^2\vartheta u_{rr} + \frac{2\cos\vartheta\sin\vartheta}{r}u_{r\vartheta} + \frac{\cos^2\vartheta}{r}u_r + \frac{\cos^2\vartheta}{r^2}u_{\vartheta\vartheta} - \frac{2\cos\vartheta\sin\vartheta}{r^2}u_{\vartheta}. \end{split}$$

mettendo insieme otteniamo

$$\nabla^2 u = u_{rr} + \frac{1}{r} u_r + \frac{1}{r^2} u_{\vartheta\vartheta}$$

3.5 Formula di Poisson per il cerchio

TEOREMA 3.8. L'unica soluzione $u \in C^2(B_R(p)) \cap C\left(\overline{B_R(p)}\right)$ del problema di Dirichlet

$$\begin{cases} \Delta u = 0, & \text{in } B_R(p) \\ u = g, & \text{su } \partial B_R(p) \end{cases}$$

dove g è continua sul bordo $g \in C(\partial B_R(p))$, è data dalla **Formula di Poisson**

$$u(x) = \frac{R^2 - |x - p|^2}{2\pi R} \int_{\partial B_R(p)} \frac{g(\sigma)}{|x - \sigma|^2} d\sigma$$

DIMOSTRAZIONE. L'unicità segue dal principio di massimo. Passiamo in coordinate polari

$$x = (x_1, x_2) \Rightarrow \begin{cases} x_1 = p_1 + r \cos \vartheta \\ x_2 = p_2 + r \sin \vartheta \end{cases}$$

Le funzioni del problema diventano

$$U(r, \vartheta) = u(p_1 + r\cos\vartheta, p_2 + r\sin\vartheta)$$

$$G(\vartheta) = g(p_1 + R\cos\vartheta, p_2 + R\sin\vartheta)$$

L'equazione $\Delta u = 0$ in $B_R(p)$ diventa^a

$$U_{rr} + \frac{1}{r}U_r + \frac{1}{r^2}U_{\vartheta\vartheta} = 0$$
, in $0 < r < R$, $0 \le \vartheta \le 2\pi$

La condizione di Dirichlet diventa

$$U(R, \vartheta) = G(\vartheta), \quad 0 < \vartheta < 2\pi$$

Deve inoltre essere:

$$U$$
 continua in $[0, R] \times [0, 2\pi]$
 G continua in $[0, 2\pi]$

e periodiche di periodo 2π .

Usiamo il metodo di separazione delle variabili, cerchiamo soluzioni della forma

$$U(r,\vartheta) = v(r)w(\vartheta) \tag{3.6}$$

con v, w continue in [0, R] e $[0, 2\pi]$ rispettivamente e w funzione 2π -periodica. Sostituendo

$$v''(r)w(\vartheta) + \frac{1}{r}v'(r)w(\vartheta) + \frac{1}{r^2}v(r)w''(\vartheta) = 0$$

dividiamo per $v(r)w(\vartheta)$ e separiamo

$$-\frac{r^2v''(r)+rv'(r)}{v(r)}=\frac{w''(\vartheta)}{w(\vartheta)}=\lambda \text{ costante}$$

La trattazione si spezza in due sottoproblemi

(1)
$$r^2v''(r) + rv'(r) + \lambda v(r) = 0$$

(2)
$$\begin{cases} w''(\vartheta) - \lambda w(\vartheta) = 0 \text{ in } (0, 2\pi) \\ w(0) = w(2\pi) \end{cases}$$

- (2) se $\lambda \geq 0$ non ci sono soluzioni non banali
 - (a) $\lambda > 0$, allora

$$w(\vartheta) = ae^{-\sqrt{\lambda}\vartheta} + be^{\sqrt{\lambda}\vartheta}$$

nessuna scelta di a, b mi dà soluzioni periodiche.

(b) $\lambda = 0$, allora

$$w(\vartheta) = a\vartheta + b \implies a = b = 0$$

la soluzione è banale.

consideriamo quindi solo il caso $\lambda = -\mu^2$, $\mu > 0$, l'integrale generale sarà

$$w(\vartheta) = a\cos\mu\vartheta + b\sin\mu\vartheta, \quad a, b \in \mathbb{R}$$

la periodicità implica che μ deve essere intero $\mu=m=0,1,2\dots$

(1) Qui vi è un'equazione di Eulero

$$r^{2}v''(r) + rv'(r) - m^{2}v(r) = 0 (3.7)$$

Poniamo $s = \log r$, ossia $r = e^s$, e poniamo $z(s) = v(e^s)$, allora^b

$$\Rightarrow z'(s) = v'(e^s) \cdot e^s = v'(r)r$$

$$\Rightarrow z''(s) = v''(e^s) e^{2s} + v'(e^s) e^s = v''(r)r^2 + v'(r)r$$

pertanto nella (3.7) ci siamo ricondotti a un problema agli autovalori

$$z''(s) - m^2 z(s) = 0 \implies z(s) = c_1 e^{-ms} + c_2 e^{ms}$$

tornando alla funzione v e ricordando che $r = e^s$

$$v(r) = c_1 r^{-m} + c_2 r^m \qquad 0 < r < R$$

elidiamo il primo termine poichè v deve essere continua nel cerchio, se quel termine fosse presente, sarebbe illimitata nell'origine.

Abbiamo così le infinite soluzioni armoniche sostituendo le due soluzioni in (3.6)

$$U_m(r,\vartheta) = r^m \{a_m \cos m\vartheta + b_m \sin m\vartheta\}, \quad m = 0, 1, 2...$$

sovrapponendo le quali abbiamo la candidata soluzione

$$U(r,\vartheta) = a_0 + \sum_{m=1}^{\infty} r^m \{ a_m \cos m\vartheta + b_m \sin m\vartheta \}$$
 (3.8)

con la condizione

$$\lim_{(r,\vartheta)\to(R,\xi)} U(r,\vartheta) = G(\xi), \quad \forall \xi \in [0,2\pi]$$
(3.9)

Limitiamoci ora a studiare il caso con $G \in C^1([0, 2\pi])$

Si può sviluppare G in serie di Fourier

$$G(\xi) = \frac{\alpha_0}{2} + \sum_{m=1}^{\infty} \{\alpha_m \cos m\vartheta + \beta_m \sin m\vartheta\}$$
 (F)

dove

$$\alpha_m = \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \cos m\varphi \ d\varphi \quad \beta_m = \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \sin m\varphi \ d\varphi$$

ed essendo $G \in C^1([0, 2\pi])$ abbiamo

$$\sum_{m=1}^{\infty} |\alpha_m| \qquad \sum_{m=1}^{\infty} |\beta_m| \quad \text{convergenti}$$

allora la serie di Fourier (F) è unformemente convergente in $[0, 2\pi]$.

La (3.9) è soddisfatta purché scegliamo

$$a_0 = \frac{\alpha_0}{2} \quad a_m = R^{-m} \alpha_m \quad b_m = R^{-m} \beta_m$$

Sostituendo nella (3.8)

$$U(r,\vartheta) = \frac{\alpha_0}{2} + \frac{1}{\pi} \sum_{m=1}^{\infty} \left(\frac{r}{R}\right)^m \int_0^{2\pi} G(\varphi) \underbrace{\left\{\cos m\varphi \cos m\vartheta + \sin m\varphi \sin m\vartheta\right\}}_{\cos m(\varphi - \vartheta)} d\varphi$$

Per r < R, grazie alla convergenza uniforme della serie possiamo scambiare serie e integrale

$$U(r,\vartheta) = \sum \int = \int \sum$$

Notiamo anche che

$$\frac{\alpha_0}{2} = \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) d\varphi$$

in questo modo possiamo sviluppare ulteriormente il termine accorpando tutto dentro un unico integrale e raccogliendo $\frac{1}{\pi}$

$$U(r,\vartheta) = \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) d\varphi + \int_0^{2\pi} \frac{1}{\pi} \sum_{m=1}^{\infty} \left(\frac{r}{R}\right)^m G(\varphi) \cos m(\varphi - \vartheta) d\varphi$$

$$= \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \left\{ \frac{1}{2} + \sum_{m=1}^{\infty} \left(\frac{r}{R}\right)^m \cos m(\varphi - \vartheta) \right\} d\varphi$$

$$= \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \left\{ \frac{1}{2} - 1 + 1 + \sum_{m=1}^{\infty} \left(\frac{r}{R}\right)^m \cos m(\varphi - \vartheta) \right\} d\varphi$$

$$= \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \left\{ -\frac{1}{2} + \sum_{m=0}^{\infty} \left(\frac{r}{R}\right)^m \cos m(\varphi - \vartheta) \right\} d\varphi$$
(3.10)

Nell'ultimo passaggio abbiamo aggiunto il termine 1 per far partire la serie da m=0. Notiamo che la serie può essere vista come la parte reale di una serie geometrica

$$\sum_{m=0}^{\infty} \left(\frac{r}{R}\right)^m \cos m(\varphi - \vartheta) = \operatorname{Re}\left[\sum_{m=0}^{\infty} \left(\frac{r}{R}e^{i(\varphi - \vartheta)}\right)^m\right]$$

Che possiamo sviluppare

$$\begin{aligned} \operatorname{Re}\left[\sum_{m=0}^{\infty} \left(\frac{r}{R} e^{i(\varphi-\vartheta)}\right)^{m}\right] &= \operatorname{Re}\left[\frac{1}{1 - \frac{r}{R} e^{i(\varphi-\vartheta)}}\right] \\ &= \operatorname{Re}\left[R \frac{1}{R - r(\cos(\varphi-\vartheta) + i\sin(\varphi-\vartheta))}\right] \\ &= \operatorname{Re}\left[R \frac{1}{R - r\cos(\varphi-\vartheta) + ir\sin(\varphi-\vartheta)}\right] \\ &= \operatorname{Re}\left[R \frac{R - r\cos(\varphi-\vartheta) - ir\sin(\varphi-\vartheta)}{(R - r\cos(\varphi-\vartheta))^{2} - i^{2}r^{2}\sin^{2}(\varphi-\vartheta)}\right] \end{aligned}$$

$$= R \frac{R - r\cos(\varphi - \vartheta)}{R^2 + r^2\cos^2(\varphi - \vartheta) - 2rR\cos(\varphi - \vartheta) + r^2\sin^2(\varphi - \vartheta)}$$
$$= R \frac{R - r\cos(\varphi - \vartheta)}{R^2 + r^2 - 2rR\cos(\varphi - \vartheta)}$$

possiamo sostituire nella (3.10)

$$\begin{split} U(r,\vartheta) &= \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \left\{ -\frac{1}{2} + \frac{R^2 - rR\cos(\varphi - \vartheta)}{R^2 + r^2 - 2rR\cos(\varphi - \vartheta)} \right\} d\varphi \\ &= \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \left\{ \frac{-\left(R^2 + r^2 - 2rR\cos(\varphi - \vartheta)\right) + 2R^2 - 2rR\cos(\varphi - \vartheta)}{2\left(R^2 + r^2 - 2rR\cos(\varphi - \vartheta)\right)} \right\} d\varphi \\ &= \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) \left\{ \frac{R^2 - r^2}{R^2 + r^2 - 2rR\cos(\varphi - \vartheta)} \right\} d\varphi \\ &= \frac{R^2 - r^2}{2\pi} \int_0^{2\pi} \frac{G(\varphi)}{R^2 + r^2 - 2rR\cos(\varphi - \vartheta)} d\varphi \end{split}$$

Osserviamo che il valore al centro del cerchio

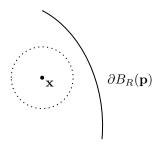
$$u(0,0) = \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} G(\varphi) d\varphi$$

non è altro che la media dei valori assunti da G sul bordo.

Tornando alle variabili originali^c

$$u(\mathbf{x}) = \frac{R^2 - |\mathbf{x} - \mathbf{p}|^2}{2\pi R} \int_{\partial B_R(\mathbf{p})} \frac{g(\sigma)}{|\mathbf{x} - \sigma|^2} d\sigma$$
(3.11)

Se $\mathbf{x} \in B_R(\mathbf{p})$, cioè dentro e non sul bordo



possiamo passare al limite sotto il segno di integrale perché il denominatore non si annulla mai, e in particolare risulta $u \in C^{\infty}(B_R(p))$

Caso con $G \in C([0,2\pi])$, solamente continua. La (3.11) definisce $u \in C^{\infty}(B_R(p))$ e armonica in $B_R(p)$. L'unica cosa un po' delicata sono le condizioni al bordo, che comunque si possono verificare.

$$|\mathbf{x} - \sigma|^2 = (R\cos\varphi - r\cos\vartheta)^2 + (R\sin\varphi - r\sin\vartheta)^2$$
$$= R^2\cos^2\varphi + r^2\cos^2\vartheta - 2rR\cos\varphi\cos\vartheta + R^2\sin^2\varphi + r^2\sin^2\vartheta - 2rR\sin\varphi\sin\vartheta$$

 $[^]a{\rm si}$ veda la sezione precedente.

bricordando che l'argomento è $e^s=r$.

CDenotiamo con $\mathbf{p}=\begin{pmatrix} p_1\\p_2 \end{pmatrix}$ il centro del cerchio, con $\sigma=\begin{pmatrix} p_1+R\cos\varphi\\p_2+R\sin\varphi \end{pmatrix}$ un punto sul bordo, con $\mathbf{x}=\begin{pmatrix} p_1+r\cos\vartheta\\p_2+r\sin\vartheta \end{pmatrix}$ un punto del cerchio. Il differenziale si trova come determinante dello Jacobiano $d\sigma=Rd\varphi$. Questo ci permette anche

$$=R^2+r^2-2rR(\cos\varphi\cos\vartheta-\sin\varphi\sin\vartheta)$$

$$=R^2+r^2-2rR\cos(\varphi-\vartheta)$$

Lezione 11 (22/03/2021)

Possiamo generalizzare la (16) per un numero generico n di dimensioni

$$u(\mathbf{x}) = \frac{R^2 - |\mathbf{x} - \mathbf{p}|^2}{w_n R} \int_{\partial B_R(\mathbf{p})} \frac{g(\sigma)}{|\mathbf{x} - \sigma|^n} d\sigma$$

con $u \in C^{\infty}(B_R(\mathbf{p})) \cap C(\overline{B_R}(\mathbf{p}))$.

3.6 Soluzione fondamentale per l'operatore di Laplace

Come abbiamo trovato e costruito una soluzione fondamentale per l'operatore del calore, cerchiamo una soluzione con proprietà simili per l'operatore di Laplace: questa soluzione fondamentale, armonica in tutto \mathbb{R}^n tranne che in un punto, ci servirà per costruire una formula di rappresentazione per la soluzione del problema di Dirichlet che coinvolge dei potenziali.

Sia u = u(x) armonica in \mathbb{R}^n e sia M una matrice di rotazione, cioè tale che

$$M^T = M^{-1} \wedge \det M = 1$$

Iniziamo osservando che, definita D^2u l'Hessiana di u, possiamo scrivere

$$\Delta u = \text{Tr} D^2 u$$

Definiamo v(x) = u(Mx), allora

$$D^2v(x) = M^T D^2 u(Mx)M$$

inoltre

$$\Delta v(x) = \text{Tr}\left[M^T D^2 u(Mx)M\right]$$

$$= \text{Tr}D^2 u(Mx)$$
 M ortogonale non varia traccia
$$= \Delta u(Mx) = 0$$

v è ancora armonica: il Laplaciano commuta con le rotazioni e dunque Δ è invariante per rotazioni. Si dimostra facilmente che Δ è anche invariante per traslazione: se u(x) è armonica, v(x) = u(x-y), per ogni y fissato, è armonica.

Per l'operatore del calore la soluzione fondamentale (in n=3) era

$$\Gamma_D(x,t) = \frac{1}{(4\pi Dt)^{3/2}} \exp\left\{-\frac{|x|^2}{4Dt}\right\}$$

Il blocco $\frac{|x|^2}{t}$ è invariante per dilatazioni paraboliche della forma

$$x \longmapsto ax$$
$$t \longmapsto a^2 t$$

Dove il tempo *conta* come il quadrato dello spazio: questo non è altro che il riflesso dell'operatore del calore stesso, dove una derivata temporale *compensava* una derivata seconda spaziale

$$u_t - Du_{xx} = 0$$

Ci aspettiamo per analogia che, essendo l'operatore di Laplace invariante per rotazioni, anche la soluzione fondamentale per l'operatore Laplaciano sia invariante per rotazioni. Cerchiamo quindi una soluzione della forma

$$u = u(|x|)$$

Poniamo r = |x| e cerchiamo u = u(r) tale che

$$\Delta u = 0 \text{ in } \mathbb{R}^n \setminus \{0\}, \ n = 2, 3$$

In 0 non può essere armonica perché non è derivabile. Dato che la soluzione è radiale conviene passare alle coordinate polari

• n = 2

$$\Delta_{\text{polare}} u(r) = u_{rr} + \frac{1}{r} u_r + \frac{1}{r^2} u_{\vartheta\vartheta} = 0$$

Risolvendo separando le variabili

$$\frac{u_{rr}}{u_r} = -\frac{1}{r}$$
$$\log |u_r| = -\log r + c_1$$

Definendo $k = e^{c_1} > 0$

$$|u_r| = k \frac{1}{r}$$

Liberandoci infine del modulo $(k \in \mathbb{R})$

$$u_r = k \frac{1}{r}$$

Otteniamo la soluzione

$$u(r) = k \log r + k_1 \quad (r \neq 0)$$

• n = 3

$$\Delta_{\text{sferico}} u(r) = u_{rr} + \frac{2}{r} u_r = 0$$

$$(ru)_{rr} = 0$$

$$ru = Ar + B$$

Che dà come soluzione

$$u(r) = A + \frac{B}{r}$$

Per ottenere la soluzione fondamentale devo scegliere le costanti in modo tale che²

$$-\Delta u = \delta_n \text{ in } \mathbb{R}^n$$

Da cui ricaviamo la soluzione fondamentale

$$\Phi(x) = \begin{cases} -\frac{1}{2\pi} \log|x| & n = 2\\ \frac{1}{4\pi|x|} & n = 3 \end{cases}$$

 Φ è definita per $x \neq 0$ e ha significato fisico. Se $n=3, 4\pi\Phi$ rappresenta il potenziale elettrostatico generato da una carica posta nell'origine che si annulla all'infinito. Se $n=2, 2\pi\Phi$ rappresenta il potenziale generato da una carica di densità totale 1, distribuita lungo l'asse x_3 .

Se la carica è posta in un punto y fissato possiamo sfruttare l'invarianza per traslazione

$$\Delta_x \Phi(x - y) = -\delta_y$$

 ${\bf E}$ per simmetria, con x fissato

$$\Delta_y \Phi(x - y) = -\delta_x$$

Generalizzando per dimensione n > 3 la soluzione fondamentale è

$$\Phi(x) = \frac{1}{(n-2)w_n} \frac{1}{|x|^{n-2}}$$

 $^{^2 \}mathrm{Il}$ procedimento per la scelta delle costanti sarà svolto nella parte di analisi funzionale.

3.7 Il potenziale Newtoniano

Torniamo in dimensione n=3. Supponiamo che $\frac{1}{4\pi}f(y)$ rappresenti la densità di una carica localizzata all'interno di un compatto di \mathbb{R}^3 . Il potenziale in x generato dalla carica presente in un piccolo volumetto dy, centrata in y, è dato da

$$\Phi(x-y)f(y)dy$$

Il potenziale totale si ottiene integrando

$$\mathcal{N}_f(x) = \int_{\mathbb{R}^3} \Phi(x - y) f(y) dy = \frac{1}{4\pi} \int_{\mathbb{R}^3} \frac{f(y)}{|x - y|} dy = (\Phi * f)(x)$$

Questo potenziale è detto **potenziale Newtoniano** di f. Formalmente, nel senso delle distribuzioni e sotto opportune ipotesi per f^3 :

$$-\Delta \mathcal{N}_f(x) = (-\Delta \Phi * f)(x) = (\delta_3 * f)(x) = \int_{\mathbb{R}^3} \delta_3(x - y) f(y) dy = f(x)$$

TEOREMA 3.9. Sia $f \in C^2(\mathbb{R}^3)$ a supporto compatto. Allora $\mathcal{N}_f \in C^2(\mathbb{R}^3)$ ed è l'unica soluzione dell'equazione di Poisson

$$-\Delta u = f \text{ in } \mathbb{R}^3$$

che si annulla all'infinito.

NB. Per n=2 il potenziale Newtoniano si chiama potenziale logaritmico

$$\mathcal{L}_f(x) = -\frac{1}{2\pi} \int_{\mathbb{R}^2} \log|x - y| f(y) dy$$

e vale un risultato simile: se $f \in C^2,\, \mathcal{L}_f \in C^2$ ed è l'unica soluzione di

$$-\Delta u = f \text{ in } \mathbb{R}^2$$

con andamento asintotico

$$u(x) = -\frac{M}{2\pi} \log|x| + o\left(\frac{1}{|x|}\right), |x| \to +\infty$$

Dove M è la carica totale

$$M = \int_{\mathbb{R}^2} f(y) dy$$

3.8 La funzione di Green

Teorema 3.10. Sia $\Omega \subset \mathbb{R}^3$ un dominio limitato e regolare, sia $u \in C^2(\overline{\Omega})$. Allora:

$$u(x) = \underbrace{-\int_{\Omega} \Phi(x-y) \Delta u(y) dy}_{\text{potenziale Newtoniano di}} + \underbrace{\int_{\partial \Omega} \Phi(x-y) \partial_{\nu} u(\sigma) d\sigma}_{\text{potenziale di strato semplice}} - \underbrace{-\int_{\partial \Omega} \partial_{\nu} \Phi(x-\sigma) u(\sigma) d\sigma}_{\text{potenziale di doppio strato}}$$

In pratica, ogni funzione regolare u può essere scritta come somma di un potenziale di volume (Newtoniano) con densità $-\Delta u$, di un potenziale di strato semplice causato da una densità di cariche $\partial_{\nu}u$ sulla $\partial\Omega$ e da un potenziale di doppio strato generato da dei dipoli elettrici con momento μ .

Vediamo la dimostrazione del teorema.

³Per x fissato $\frac{1}{|x-y|} \in L^1(B(0))$, quindi dovrò controllare solo il comportamento di f(y).

DIMOSTRAZIONE. Ricordiamo innanzitutto l'identità di Green con $u, v \in C^2(\overline{\Omega})$

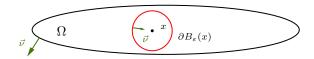
$$\int_{\Omega} (v\Delta u - u\Delta v) dx = \int_{\partial\Omega} (v\partial_{\nu}u - u\partial_{\nu}v) d\sigma$$

Applichiamo l'identità di Green utilizzando come funzione u la stessa dell'enunciato del teorema. Per la funzione v dobbiamo trovare un'alternativa, infatti, con x fissato

$$v(y) = \Phi(x - y) = \frac{1}{4\pi} \frac{1}{|x - y|} \notin C^2(\Omega)$$

Con Ω dominio limitato, definisco

$$\Omega_{\varepsilon} = \Omega \setminus \overline{B}_{\varepsilon}(x)$$



In Ω_{ε} , $v(y) = \Phi(x - y) \in C^2(\overline{\Omega_{\varepsilon}})$ e inoltre $\Delta v = 0$ in Ω_{ε} .

Usando l'identità di Green con questa scelta di u e v ottengo

$$\frac{1}{4\pi} \int_{\Omega_{\varepsilon}} \frac{1}{|x-y|} \Delta u(y) dy = \frac{1}{4\pi} \int_{\partial \Omega_{\varepsilon}} \frac{1}{|x-\sigma|} \partial_{\nu} u(\sigma) d\sigma - \frac{1}{4\pi} \int_{\partial \Omega_{\varepsilon}} u(\sigma) \partial_{\nu} \frac{1}{|x-\sigma|} d\sigma$$

Inoltre

$$\partial\Omega_{\varepsilon} = \partial\Omega \cup \partial B_{\varepsilon}(x)$$

E su $\partial B_{\varepsilon}(x)$

$$\nu(\sigma) = \frac{x - \sigma}{|x - \sigma|} = \frac{x - \sigma}{\varepsilon}$$

Studiamo come si comporta ciascun termine dell'identità al limite per $\varepsilon \to 0$

• Termine 1

$$\int_{\Omega_{\varepsilon}} \frac{1}{|x-y|} \Delta u(y) dy = \int_{\Omega} \underbrace{\chi_{\Omega_{\varepsilon}}(y) \frac{\Delta u(y)}{|x-y|}}_{q_{\varepsilon}(y)} dy$$

Con

$$|g_{\varepsilon}(y)| \le \max |\Delta u| \frac{1}{|x-y|}$$

Posso usare il teorema di convergenza dominata e passare al limite sotto il segno di integrale, il primo termine tende a

$$\int_{\Omega} \frac{1}{|x-y|} \Delta u(y) dy$$

• Termine 2

$$\int_{\partial\Omega_{\varepsilon}} \frac{\partial_{\nu} u(\sigma)}{|x-\sigma|} d\sigma = \int_{\partial\Omega} \frac{\partial_{\nu} u(\sigma)}{|x-\sigma|} d\sigma + \int_{\partial B_{\varepsilon}(x)} \frac{\partial_{\nu} u(\sigma)}{|x-\sigma|} d\sigma$$

Ricordando che

$$|\partial_{\nu}u(\sigma)| = |\nabla u(\sigma) \cdot \nu| \le \max |\nabla u|$$

3.9. Soluzione di Green 59

Maggioriamo

$$\int_{\partial B_{\varepsilon}(x)} \frac{\partial_{\nu} u(\sigma)}{|x - \sigma|} d\sigma \leq \frac{1}{\varepsilon} \max |\nabla u| \cdot 4\pi \varepsilon^2 = \frac{1}{4\pi} \max |\nabla u| \cdot \varepsilon \xrightarrow{\varepsilon \to 0} 0$$

Il secondo termine tende a

$$\int_{\partial\Omega} \frac{1}{|x-\sigma|} \partial_{\nu} u(\sigma) d\sigma$$

• Termine 3

$$\int_{\partial\Omega_{\tau}}u(\sigma)\partial_{\nu}\frac{1}{|x-\sigma|}d\sigma=\int_{\partial\Omega}u(\sigma)\partial_{\nu}\frac{1}{|x-\sigma|}d\sigma+\int_{\partial B_{\tau}(x)}u(\sigma)\partial_{\nu}\frac{1}{|x-\sigma|}d\sigma$$

Calcolo la derivata normale su $\partial B_{\varepsilon}(x)$

$$\begin{split} \nabla_y \frac{1}{|x-y|} &= -\frac{1}{|x-y|^2} (-(x-y)) = \frac{x-y}{|x-y|^3} \\ &\Rightarrow \ \partial_\nu \frac{1}{|x-\sigma|} = \frac{x-\sigma}{\varepsilon^3} \frac{x-\sigma}{\varepsilon} = \frac{1}{\varepsilon^2} \end{split}$$

Da cui

$$\int_{\partial B_{\varepsilon}(x)} u(\sigma) \partial_{\nu} \frac{1}{|x - \sigma|} d\sigma = \frac{1}{\varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}(x)} u(\sigma) d\sigma \xrightarrow{\varepsilon \to 0} 4\pi u(x)$$

Lezione 12 (23/03/2021)

3.9 Soluzione di Green

Richiamiamo la formula della lezione scorsa

$$u(x) = -\int_{\Omega} \Phi(x - y) \Delta u(y) \ dy + \int_{\partial \Omega} \Phi(x - \sigma) \partial_{\nu} u(\sigma) \ d\sigma - \int_{\partial \Omega} \partial_{\nu} \Phi(x - \sigma) u(\sigma) \ d\sigma$$
 (3.12)

che ci proponiamo di usare per ottenere una formula di rappresentazione **in funzione dei dati** del seguente problema di Dirichlet

$$\begin{cases}
-\Delta u = f & \text{in } \Omega \\
u = \varphi, & \text{su } \partial\Omega
\end{cases}$$
(3.13)

Non so nulla del termine $\partial_{\nu}u(\sigma)$, l'idea è di andare a cercare una funzione g=g(x,y) tale che si annulli sul bordo, così che il termine centrale si annulli

$$\begin{cases}
-\Delta_y g = 0, & \text{in } \Omega \\
g(x, \sigma) = \Phi(x - \sigma) & \text{su } \partial\Omega
\end{cases}$$
(3.14)

Ciò è molto semplice, infatti basta definire la seguente funzione di Green per l'operatore di Laplace in Ω

$$G(x,y) = \Phi(x-y) - g(x,y)$$

ottenendo

$$\begin{cases} -\Delta_y G(x,y) = \delta(x) & \text{in } \Omega \\ G(x,\sigma) = 0 & \text{su } \partial \Omega \end{cases}$$

Dall'identità di Green (1.2) applicata a u e

$$v(y) = g(x, y) \text{ con } x \text{ fissato}$$
 (3.15)

da cui

$$\int_{\Omega} v \Delta u - u \Delta v = \int_{\Omega} \nabla v \cdot \nabla u + \int_{\partial \Omega} v \partial_{\nu} u - \left(\int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla v + \int_{\partial \Omega} u \partial_{\nu} v \right)$$
$$\int_{\Omega} (v \Delta u - u \Delta v) dx = \int_{\partial \Omega} (v \partial_{\nu} u - u \partial_{\nu} v) d\sigma$$

sostituiamo le relazioni (3.13), (3.14), (3.15) e ricordando che $\Delta v = \Delta_y g = 0$

$$-\int_{\Omega} g(x,y)f(y)dy = \int_{\partial\Omega} \Phi(x-\sigma)\partial_{\nu}u \ d\sigma - \int_{\partial\Omega} \varphi(\sigma)\partial_{\nu}g(x,\sigma) \ d\sigma$$
$$0 = \int_{\Omega} g(x,y)f(y)dy + \int_{\partial\Omega} \Phi(x-\sigma)\partial_{\nu}u \ d\sigma - \int_{\partial\Omega} \varphi(\sigma)\partial_{\nu}g(x,\sigma) \ d\sigma$$

facendo la differenza tra (3.12) e questa

$$u(x) = \int_{\Omega} \underbrace{\left[\Phi(x-y) - g(x,y)\right]}_{G(x,y)} f(y) dy + 0 - \int_{\partial\Omega} \varphi(\sigma) \partial_{\nu} \underbrace{\left[\Phi(x-y) - g(x,y)\right]}_{G(x,y)} d\sigma$$

cioè abbiamo ottenuto la formula di rappresentazione di Green⁴

$$u(x) = \int_{\Omega} G(x, y) f(y) \ dy - \int_{\partial \Omega} \varphi(\sigma) \partial_{\nu} G(x, y) \ d\sigma$$

questa formula è utile perché per risolvere qualunque problema di Dirichlet per qualunque di coppia di dati f, φ è sufficiente risolvere un solo problema, il (3.14), da cui si costruisce la G e si trova u.

 $^{^4}$ Si noti che anche se G è nulla sul bordo, non è detto che la sua derivata normale sia nulla, è facile rendersene conto pensando al caso unidimensionale.

Capitolo 4

Leggi di conservazioni scalari

Sono equazioni differenziali del tipo

$$u = u(x, t)$$
 $u_t + q(u)_x = 0$, $x \in \mathbb{R}$, $t > 0$ (4.1)

se q e u sono regolari, per la regola della catena $q(u)_x = q'(u) \cdot u_x$.

- \bullet u è da pensare come concentrazione di una sostanza (massa su lunghezza per esempio)
- \vec{q} è il vettore di flusso, mentre q(u) funzione di flusso.

$$\vec{q} = q(u)\vec{i} \tag{4.2}$$

Se consideriamo un tratto dell'ipotetico canale dove stiamo studiando la concentrazione, la variazione nel tempo della massa è data dalla differenza tra il flusso agli estremi, ed una eventuale sorgente

$$\frac{d}{dt} \int_{x_1}^{x_2} u(y,t) dy = q(u(x_1,t)) - q(u(x_2,t)) + \underbrace{\left(\int_{x_1}^{x_2} f(y,t) dy\right)}_{\text{sorgente non omogenes}}$$

Nel caso in cui fosse possibile passare sotto il segno di integrale, l'integrale diventa

$$\frac{d}{dt} \int_{x_1}^{x_2} u(y,t) dy = \int_{x_1}^{x_2} u_t(y,t) dy \tag{4.3}$$

mentre l'altro termine si può scrivere naturalmente come ¹

$$q(u(x_1,t)) - q(u(x_2,t)) = \int_{x_1}^{x_2} q(u)_x dx$$

che per arbitrarietà dell'intervallo implica proprio la legge di conservazione

$$\int_{x_1}^{x_2} [u_t + q(u)_x] dx = 0, \ \forall x_1, x_2 \quad \Rightarrow \quad u_t + q(u)_x = 0$$

Capito il contesto, dobbiamo scegliere con quale q decidiamo di lavorare, in altre parole dobbiamo scegliere una legge costitutiva per q.

Consideriamo in particolare il **trasporto lineare**, anche se in generale la dipendenza da u è non lineare (vedremo più avanti modelli per questi casi). Nel trasporto lineare, q è fatta come segue, con v costante

$$q(u) = vu (4.4)$$

da cui $q(u)_x = vu_x$.

L'equazione differenziale si scrive nei due casi

¹Teorema fondamentale del calcolo integrale.

• omogeneo

$$\begin{cases} u_t + vu_x = 0 & \text{in } \mathbb{R} \times (0, +\infty) \\ u(x, 0) = g(x) & \text{in } \mathbb{R} \end{cases}$$

• non omogeneo

$$\begin{cases} u_t + vu_x = f(x,t) & \text{in } \mathbb{R} \times (0,+\infty) \\ u(x,0) = g(x) & \text{in } \mathbb{R} \end{cases}$$

4.1 Caso omogeneo

Introduciamo il vettore $\vec{w} = v\vec{i} + \vec{j}$, allora l'equazione differenziale si può scrivere come

$$u_t + vu_x = \nabla_{x,t} u \cdot \vec{w} = 0$$

ma il gradiente ∇u è ortogonale alle linee di livello di u, date da

$${x: u(x,t) = \text{costante per un tempo fissato}}$$

poiché \vec{w} è costante, le linee di livello sono rette nella direzione \vec{w} :

$$x = vt + x_0 \tag{4.5}$$

Su tali rette u è costante e le chiamiamo rette caratteristiche.

Per risolvere il problema di Cauchy, si calcola u in $(\overline{x}, \overline{t})$ nel seguente modo

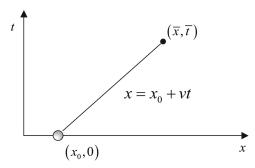


Figura 4.1: Caratteristica del trasporto lineare.

calcoliamo la retta caratteristica per quel punto e la mandiamo indietro nel tempo finché non incontra l'asse x su tale retta u è costante e uguale al dato iniziale $g(x_0)$

$$u(\overline{x}, \overline{t}) = g(x_0) = g(x - vt)$$

In conclusione, la soluzione del problema di Cauchy è data da

$$u(x,t) = g(x - vt) \tag{4.6}$$

questa è un' $onda\ progressiva$, viaggiante, che si muove verso destra con velocità v.

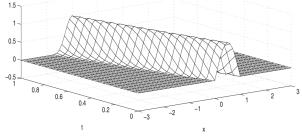


Figura 4.2: Onda progressiva.

Il profilo di u si mantiene inalterato. In generale la regola del segno è

$$u_t \pm v u_x = 0 \implies g(x \mp vt)$$

4.2 Caso non omogeneo

Non possiamo aspettarci che lungo la caratteristica u sia costante, ciò nonostante consideriamo una caratteristica e consideriamo come varia in funzione di t denotando una nuova funzione w

$$u(vt + x_0, t) = w(t)$$

andiamo a calcolare w', che dovrà essere uguale a f sulla caratteristica

$$w'(t) = u_t(vt + x_0, t) + u_x(vt + x_0, t) \cdot v = f(vt + x_0, t)$$

abbiamo l'equazione differenziale per w

$$\begin{cases} w'(t) = f(vt + x_0, t) \\ w(0) = g(x_0) \end{cases}$$

qui si può mettere tranquillamente il pilota automatico e dire che

$$w(t) = g(x_0) + \int_0^t f(vs + x_0, s)ds$$

tornando ad u

$$u(x,t) = g(x - vt) + \int_0^t f(x - v(t - s), s)ds$$
 (4.7)

è la soluzione se $g \in C^1(\mathbb{R})$ e $f, f_x \in C^1(\mathbb{R} \times [0, +\infty))$. Si può confrontare facilmente col caso omogeneo e notare che il risultato è il medesimo se f = 0.

4.3 Modelli di dinamica del traffico

Studiamo il traffico lungo un tratto rettilineo (autostrada per esempio), visto da molto in alto, come un fluido in movimento, descritto da 3 variabili

- ρ densità di auto (auto/km)
- v velocità media delle auto (km/tempo)
- q funzione di flusso (auto/tempo)

Nell'ipotesi di puro trasporto (senza diffusione)

$$q = \rho v \tag{4.8}$$

Ipotesi di base

- una sola corsia, senza sorpassi
- assenza di caselli (assenza di sorgenti o pozzi di auto)
- la veloctià è funzione di ρ , è un'ipotesi un po' controversa perché bisognerebbe considerare un tempo di reazione dei guidatori $v = v(\rho)$. Se aumenta la densità diminuisce la velocità $\frac{dv}{d\rho} \leq 0$.

Abbiamo

$$\begin{cases} \rho_t + q(\rho)_x = 0 & x \in \mathbb{R}, \ t > 0 \\ \rho(x, 0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$

$$(4.9)$$

Sappiamo cos'è q, manca una legge costitutiva per v. Prendiamo la legge più semplice, ci saranno

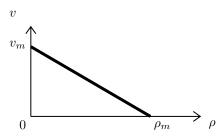
- v_m velocità massima
- ρ_m densità massima

ci aspettiamo che

$$v(0) = v_m \quad v(\rho_m) = 0$$

il modello più semplice è l'interpolazione lineare che realizza queste due condizioni

$$v(\rho) = v_m \left(1 - \frac{\rho}{\rho_m} \right) \tag{4.10}$$



di conseguenza

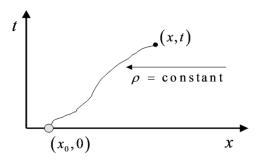
$$\Rightarrow q(\rho) = v_m \left(\rho - \frac{\rho^2}{\rho_m} \right) \Rightarrow q'(\rho) = v_m \left(1 - \frac{2\rho}{\rho_m} \right) \Rightarrow q''(\rho) = -\frac{2}{\rho_m} < 0$$

da cui

$$\begin{cases} \rho_t + v_m \left(1 - \frac{2\rho}{\rho_m} \right) \rho_x = 0 & x \in \mathbb{R}, \ t > 0 \\ \rho(x, 0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$

Cerchiami di imitare il metodo delle caratteristiche.

Idea, dato (x,t) determinare una linea x=x(t) lungo la quale ρ sia costante, che connetta (x,t) ad un punto $(x_0,0)$



Se tutto va in porto $\Rightarrow \rho(x,t) = g(x_0)$. Il problema sarà se riusciremo ad esprimeere x_0 in funzione di x,t così da ottenere qualcosa di generale.

Imponiamo che lungo x = x(t), ρ sia costante

$$\rho(x(t), t) = g(x_0) \tag{4.11}$$

deriviamo nel tempo

$$\rho_t(x(t), t) + \dot{x}(t) \cdot \rho_x(x(t), t) = 0$$

ho anche l'equazione differenziale, valutata lungo la curva, imponendo (4.11)

$$\rho_t(x(t),t) + q'(\rho(x(t),t))\rho_x(x(t),t) = 0$$

$$\Rightarrow \rho_t(x(t),t) + q'(g(x_0))\rho_x(x(t),t) = 0$$

sottraggo

$$[\dot{x}(t) - q'(g(x_0))]\rho_x(x(t), t) = 0$$

ma $\rho_x = 0$ non è ragionevole, quindi

$$\begin{cases} \dot{x}(t) = q'(g(x_0)) \\ x(0) = x_0 \end{cases}$$

quindi le equazioni delle caratteristiche sono ancora rette, ma il coefficiente angolare dipende dal dato iniziale

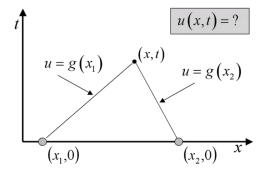
$$x = q'(g(x_0))t + x_0 (4.12)$$

tornando a ρ in (4.11)

$$\rho(x,t) = g(x_0) = g(x - q'(g(x_0))t) \tag{4.13}$$

è ancora un'onda progressiva, ma la velocità non è costante con x_0 , infatti $q'(g(x_0))$ si chiama **velocità** locale dell'onda. È la velocità di un segnale che si propaga, non del traffico.

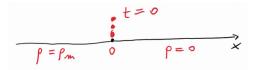
Problema: (4.13) dà sempre soluzione? No.



Se due caratteristiche si intersecano, il valore nell'intersezione sono in presenza di un'ambiguità. Motiviamo con due esempi.

4.3.1 Coda al semaforo

Modellizziamo il problema come



$$g(x) = \begin{cases} \rho_m & x < 0\\ 0 & x > 0 \end{cases}$$

Una possibile strategia è:

- 1. Calcolare la velocità locale dell'onda $q'(g(x_0))$ al variare di x_0 ;
- 2. Determinare e tracciare nel piano (x,t) le caratteristiche;
- 3. Calcolare la soluzione $\rho(x,t)$.

A t=0 il semaforo diventa verde, come evolve il traffico? Ci aspettiamo che le macchine davanti al semaforo si inizino a muovere velocità massima, le altre rimangono un po' ferme e poi partano.

1. Velocità locale dell'onda ricordiamo che

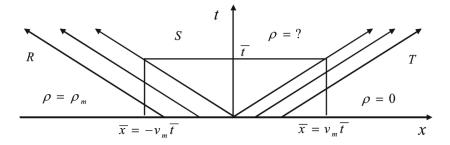
$$q'(\rho) = v_m \left(1 - \frac{2\rho}{\rho_m}\right)$$

dobbiamo distinguere per i due valori di ρ

$$q'(g(x_0)) = \begin{cases} -v_m & x_0 < 0 \\ v_m & x_0 > 0 \end{cases}$$

2. Le caratteristiche sono

$$\begin{cases} x = -v_m t + x_0 & x_0 < 0 \\ x = v_m t + x_0 & x_0 > 0 \end{cases}$$



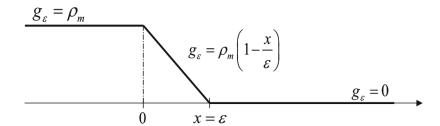
3. queste rette delimitano 3 settori: R, S, T

$$\begin{cases} \text{in } R: & x < -v_m t \implies \rho = \rho_m \\ \text{in } T: & x > v_m t \implies \rho = 0 \end{cases}$$

La prima macchina, che si muove a velocità massima, dopo un tempo \overline{t} si troverà in posizione \overline{x} . Il segnale di *via libera* viaggia all'indietro. In S non so nulla.

Strategia per costruire \mathbf{una}^2 soluzione in S:

- 1. Approssimare g con un dato g_{ε} continuo tale che $g_{\varepsilon} \xrightarrow{\varepsilon \to 0} g$.
- 2. Costruire la soluzione ρ_{ε} col dato g_{ε} .
- 3. Calcolare la soluzione come $\rho = \lim_{\varepsilon \to 0} \rho_{\varepsilon}$.



1. Poniamo

$$g_{\varepsilon}(x) = \begin{cases} \rho_m, & x \leq 0\\ \rho_m \left(1 - \frac{x}{\varepsilon}\right), & 0 < x < \varepsilon\\ 0, & x \geq \varepsilon \end{cases}$$

segue naturalmente che 3

$$\lim_{\varepsilon \to 0} g_{\varepsilon}(x) = g(x) \quad \forall x \neq 0$$

2. Calcoliamo la velocità locale $q'(g_{\varepsilon}(x_0))$ per l'unico caso dubbio: $0 < x < \varepsilon$

$$q'(g_{\varepsilon}(x_0)) = v_m \left(1 - \frac{2g_{\varepsilon}(x_0)}{\rho_m} \right) = v_m \left(1 - 2\left(1 - \frac{x_0}{\varepsilon} \right) \right) = -v_m \left(1 - \frac{2x_0}{\varepsilon} \right)$$

le caratteristiche sono quindi

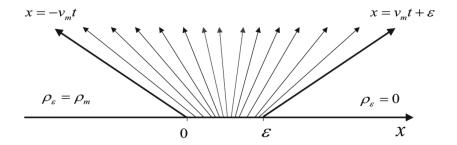
$$\begin{cases} x = -v_m t + x_0 & x_0 < 0 \\ x = -v_m \left(1 - \frac{2x_0}{\varepsilon}\right) t + x_0 & 0 < x_0 < \varepsilon \\ x = v_m t + x_0 & x_0 > \varepsilon \end{cases}$$

²Nesssuno ci dice che sia l'unica.

 $^{^3 \}mathrm{Il}$ valore in 0 è del tutto irrilevante.

possiamo ricavare x_0 in funzione di x,t nella regione intermedia

$$\Rightarrow x = -v_m + \left(v_m \frac{2}{\varepsilon}t + 1\right)x_0 \Rightarrow x_0 = \varepsilon \frac{x + v_m}{2v_m t + \varepsilon}$$



nella regione intermedia

$$\rho_{\varepsilon}(x,t) = g_{\varepsilon}(x_0) = \rho_m \left(1 - \frac{x_0}{\varepsilon} \right) = \rho_m \left(1 - \frac{1}{\varepsilon} \not\in \frac{x + v_m t}{2v_m t + \varepsilon} \right)$$

3. Mandiamo al limite

$$\begin{split} \rho(x,t) &= \lim_{\varepsilon \to 0} \rho_{\varepsilon}(x,t) \\ &= \lim_{\varepsilon \to 0} \rho_m \left(1 - \frac{x + v_m t}{2 v_m t + \varepsilon} \right) \\ &= \rho_m \left(1 - \frac{x + v_m t}{2 v_m t} \right) \\ &= \rho_m \left(1 - \frac{x}{2 v_m t} - \frac{1}{2} \right) \\ &= \frac{\rho_m}{2} \left(1 - \frac{1}{v_m} \frac{x}{t} \right) \end{split}$$

abbiamo messo in evidenza il rapporto $\frac{x}{t}$, questa è infatti una funzione $r\left(\frac{x}{t}\right)$ che rappresenta un'onda di rarefazione.

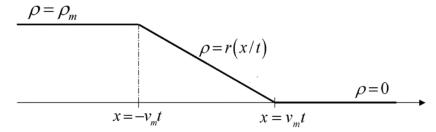


Figura 4.3: Onda progressiva.

Si verifica che questa funzione r non è nient'altro che la funzione inversa di q',⁴

$$r(s) = \frac{\rho_m}{2} \left(1 - \frac{1}{v_m} s \right) = (q')^{-1}(s)$$

Problemi:

- ρ è l'unica soluzione del problema di Cauchy?
- $\bullet\,$ Nei punti di raccordo ρ non è derivabile, bisogna dare un senso alla soluzione.

⁴che esiste essendo $q'' < 0 \Rightarrow q'$ strettamente monotona.

4.3.2 Traffico fermo a valle

Stavolta le auto si avvicinano e prima del punto di blocco la densità sarà una frazione della densità massima

$$g(x) = \begin{cases} \frac{1}{8}\rho_m & x < 0\\ \rho_m & x > 0 \end{cases}$$

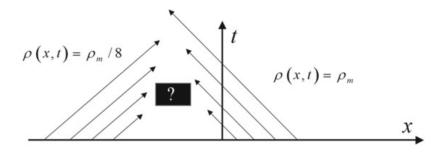
La velocità locale dell'onda è

$$q'(g(x_0)) = v_m \left(1 - \frac{2\rho}{\rho_m} \right) = \begin{cases} \frac{3}{4}v_m & x_0 < 0 \\ -v_m & x_0 > 0 \end{cases}$$

La configurazione delle caratteristiche è

$$\begin{cases} x = \frac{3}{4}v_m t + x_0 & x_0 < 0 \\ x = -v_m t + x_0 & x_0 > 0 \end{cases}$$

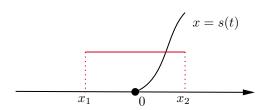
Siamo proprio nel caso in cui si intersecano



Dobbiamo ammettere soluzioni discontinue, la linea di discontinuità sarà una funzione x=s(t). Non possiamo più fare come all'inizio in (4.3) e portare la derivata dentro, perché ρ è **discontinua**. Tuttavia vale sempre

$$\frac{d}{dt} \int_{x_1}^{x_2} \rho(y, t) dy = q(\rho(x_1, t)) - q(\rho(x_2, t))$$

Se l'intervallo (x_1, x_2) è a cavallo della linea di continuità possiamo spezzarlo



$$\begin{split} \frac{d}{dt} \int_{x_1}^{x_2} \rho(y,t) dy &= \frac{d}{dt} \left(\int_{x_1}^{s(t)} + \int_{s(t)}^{x_2} \right) \\ &= \int_{x_1}^{s(t)} \rho_t(y,t) dy + \rho \left(s(t)^-, t \right) \cdot \dot{s}(t) \\ &+ \int_{s(t)}^{x_2} \rho_t(y,t) dy - \rho \left(s(t)^+, t \right) \cdot \dot{s}(t) \end{split}$$

Sostituendo

$$\int_{x_1}^{x_2} \rho_t(y, t) dy + \left[\rho \left(s(t)^-, t \right) - \rho \left(s(t)^+, t \right) \right] \cdot \dot{s}(t) = q(\rho(x_1, t)) - q(\rho(x_2, t))$$

facendo il limite per $x_2 \to s(t)^+, x_1 \to s(t)^-$

$$\underbrace{\int_{x_1}^{x_2} \rho_t(y,t) dy}_{\to 0} + \left[\rho\left(s(t)^-,t\right) - \rho\left(s(t)^+,t\right)\right] \cdot \dot{s}(t) = q\left(\rho\left(s(t)^-,t\right)\right) - q\left(\rho\left(s(t)^+,t\right)\right)$$

allora

$$\dot{s}(t) = \frac{q\left(\rho\left(s(t)^{-}, t\right)\right) - q\left(\rho\left(s(t)^{+}, t\right)\right)}{\rho\left(s(t)^{-}, t\right) - \rho\left(s(t)^{+}, t\right)} = \frac{[q(\rho)]_{-}^{+}}{[\rho]_{-}^{+}}$$

$$(4.14)$$

Questa si chiama **condizione di Rankine-Hugoniot**, e rappresenta la legge di conservazione per la linea di discontinuità.

Nel caso del traffico⁵

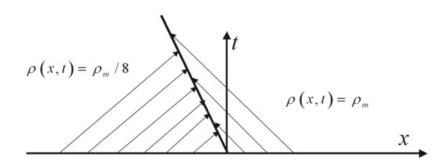
$$\rho^{+} = \rho_{m} \quad \rho^{-} = \frac{1}{8}\rho_{m} \qquad q\left(\rho^{+}\right) = 0 \quad q\left(\rho^{-}\right) = v_{m}\left(\frac{1}{8}\rho_{m} - \frac{1}{64}\rho_{m}\right) = \frac{7}{64}v_{m}\rho_{m}$$

mentre

$$\dot{s}(t) = \frac{q(\rho^{-}) - q(\rho^{+})}{\rho^{-} - \rho^{+}} = \frac{\frac{7}{64}v_{m}\rho_{m} - 0}{\frac{1}{8}\rho_{m} - \rho_{m}} = -\frac{1}{8}v_{m}$$

Siccome s(0) = 0 la linea d'urto è data da

$$s(t) = -\frac{1}{8}v_m \cdot t$$



$$\rho(x,t) = \begin{cases} \frac{1}{8}\rho_m & x < -\frac{1}{8}v_m t \\ \rho_m & x > -\frac{1}{8}v_m t \end{cases}$$

La linea d'urto rappresenta *l'ingorgo* che si propaga all'indietro.

Lezione 13 (25/03/2021)

4.4 Ritorno al metodo delle caratteristiche

Riprendiamo la soluzione dell'onda progressiva con velocità locale ottenuta dal metodo delle caratteristiche: dato il problema

$$\begin{cases} u_t + q(u)_x = 0 & x \in \mathbb{R}, \ t > 0 \\ u(x, 0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$

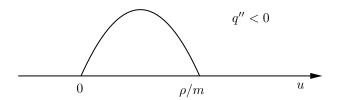
la soluzione

$$u(x,t) = g[x - q'(g(\xi))t]$$
 con $q'(g(\xi))$ velocità locale $x = q'(g(\xi))t + \xi$ caratteristica uscente da ξ

non è sempre valida. Nel caso del traffico ad esempio q è concava

$$q(u) = \left(u - \frac{u^2}{\rho_m}\right) v_m$$

⁵ricordiamo che era $q(\rho) = v_m \left(\rho - \frac{\rho^2}{\rho_m}\right)$

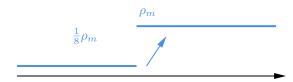


E abbiamo esaminato due casi

1. Onda di rarefazione (dato decresente): "g' < 0" (uso le virgolette perché nel senso delle distribuzioni)



2. Onda d'urto (dato crescente): "g' > 0"



La linea di shock è determinabile tramite la relazione di Rankine-Hugoniot.

Notiamo che se g' è concorde con q'' abbiamo un'onda di rarefazione, se sono discordi un'onda d'urto. Cerchiamo di generalizzare questa affermazione.

Prendiamo la soluzione

$$u(x,t) = g(x - q'(g(\xi))t)$$

Sulla caratteristica

$$x = q'(q(\xi)) + \xi$$

abbiamo che

$$u = g(\xi)$$

perché il dato che trasporta la caratteristica è proprio $g(\xi)$. Quindi posso riscrivere

$$u(x,t) = g(x - q'(g(\xi))t) = g(x - q'(u)t)$$

Se prendo la funzione

$$G(x,t,u) = u - g(x - q'(u)t) = 0$$

e la pongo uguale a 0 ottengo un'equazione che, nel caso in cui il metodo delle caratteristiche funziona, definisce **implicitamente** u=u(x,t).

Ma quando va "tutto bene"?

Possiamo rispondere a questa domanda col teorema di Dini: u è definita se g e q' sono regolari e

$$G_u = 1 + g'(\underbrace{x - q'(u)t}_{\xi})q''(u)t \neq 0$$

possiamo riscrivere la condizione essendo $u = g(\xi)$ lungo la caratteristica:

$$G_u = 1 + g'(\xi)q''(g(\xi))t \neq 0$$
(4.15)

• La condizione sarà sempre soddisfatta se

$$g'(\xi)q''(g(\xi)) \ge 0 \text{ in } \mathbb{R}$$

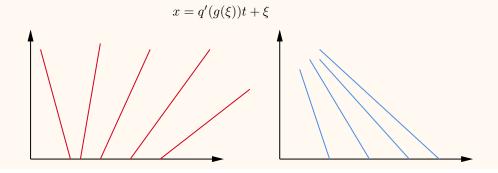
• Avrò problemi (all'aumentare del tempo) se

$$g'(\xi)q''(g(\xi)) < 0$$

NB. La pendenza della caratteristica è $q'(g(\xi))$. La condizione (4.15) equivale a:

$$\frac{d}{d\xi}q'(g(\xi)) = g'(\xi)q''(g(\xi)) \ge 0$$

ovvero richiediamo che le pendenze delle caratteristiche siano crescenti con ξ : le caratteristiche non si incontrano mai (se la pendenza è 0, rimangono parallele, se è < 0 si intersecheranno dando origine ad una linea di shock).



TEOREMA 4.1. Sia $q \in C^2(\mathbb{R}), \ g \in C^1(\mathbb{R})$ e $g'(\xi)q''(g(\xi)) \ge 0 \ \forall \in \mathbb{R}$. Allora l'equazione

$$G(x,t,u) = u - g(x - q'(u)t) = 0$$

definisce univocamente $u = u(x,t) \in C^1(\mathbb{R} \times [0,+\infty)).$

DIMOSTRAZIONE. u è definita univocamente per il teorema del Dini. Dimostriamo che $u \in C^1$. Sempre usando il teorema del Dini

$$u_{t} = -\frac{G_{t}(x, t, u)}{G_{u}(x, t, u)} = -\frac{g'(x - q'(u)t)q'(u)}{1 + \underbrace{tq''(u)g'(x - q'(u)t)}_{\geq 0}}$$
$$u_{x} = -\frac{G_{t}(x, t, u)}{G_{u}(x, t, u)} = -\frac{g'(x - q'(u)t)}{1 + \underbrace{tq''(u)g'(x - q'(u)t)}_{\geq 0}}$$

allora

$$u_t, u_x \in C(\mathbb{R} \times [0, +\infty))$$

Se invece

$$g'(\xi)q''(g(\xi)) < 0 \text{ in } [a, b]$$

$$G_u = 1 + \underbrace{g'(\xi)q''(g(\xi))}_{<0} t$$

ci aspettiamo l'intersezione delle caratteristiche e la formazione di uno shock. Ci poniamo il problema di determinare l'istante t_s (breaking time) e il punto x_s in cui parte la linea d'urto.

$$G_u = 0 \text{ se } t(\xi) = \underbrace{\frac{1}{-g'(\xi)q''(g(\xi))}}_{=z(\xi)}$$

Per ogni ξ trovo un tempo in cui $G_u = 0$. Ma allora t_s sarà il più piccolo tra questi tempi $t(\xi)$: assumiamo che in [a,b] z abbia un solo punto di massimo ξ_M , allora il tempo di prima formazione dello shock sarà

$$t_s = \frac{1}{z(\xi_M)}$$

 x_s si trova lungo la caratteristica che esce da ξ_M al tempo t_s

$$x_s = q'(g(\xi_M))t_s + \xi_M = q'(g(\xi_M))\frac{1}{z(\xi_M)} + \xi_M$$

Esempio

$$\begin{cases} u_t + (1 - 2u)u_x = 0\\ u(x, 0) = \arctan x \end{cases}$$

$$q(u) = u - u^{2}$$

$$q'(u) = 1 - 2u$$

$$g(\xi) = \arctan \xi$$

$$g'(\xi) = \frac{1}{1 + \xi^{2}}$$

$$q''(u) = -2$$

Abbiamo g' > 0, q'' < 0 discordi.

$$z(\xi) = -g'(\xi)q''(g(\xi)) = \frac{2}{1+\xi^2} \Rightarrow \xi_M = 0$$

Allora $z(\xi_M) = 2$ e lo shock parte da

$$t_s = \frac{1}{z(\xi_M)} = \frac{1}{2}, \ x_s = q'(g(\xi_M))\frac{1}{2} + 0 = q'(0)\frac{1}{2} = \frac{1}{2}$$

Geometricamente, \boldsymbol{u} è definita da

$$G(x,t,u) = u - \arctan(x - (1-2u)t) = 0$$
, per $t < \frac{1}{2}$

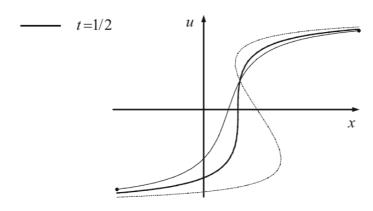


Figura 4.4: Breaking time per il problema

Dopo t_s la linea di livello di G non definisce più il grafico di una funzione.

Si può dimostrare però che se tracciamo una retta verticale (tagliando due aree A e B di ugual dimensione) otteniamo s(t) dato dalle condizioni di Rankine-Hugoniot.

4.5. Soluzione debole 73

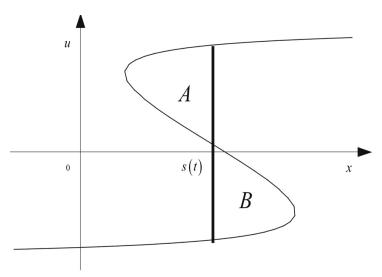


Figura 4.5: Inserimento di uno shock con la regola di Whitham.

Lezione 14 (29/03/2021)

4.5 Soluzione debole

Abbiamo notato una serie di problemi nel determinare la soluzione di (P) nel caso in cui g avesse una qualche discontinuità

(P)
$$\begin{cases} u_t + q(u)_x = 0 & x \in \mathbb{R}, \ t > 0 \\ u(x, 0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$
 (4.16)

- 1. Dobbiamo dare **senso** al concetto di soluzione quando si presentano discontinuità (*onde di rarefazione*, *onde d'urto o shock*).
- 2. Abbiamo costruito, nel caso di rarefazione, una soluzione con approssimazioni. Questo tuttavia non garantisce **unicità**. Se siamo in presenza di più soluzioni dobbiamo fornire un criterio di *selezione* che possa individuare (preferibilmente) un'unica soluzione che ha **senso fisico**.

Allarghiamo il concetto di soluzione introducendo la soluzione debole (o soluzione integrale, o soluzione generalizzata).

Definizione 4.2 — Soluzione classica o regolare. $u \in C^1(\mathbb{R} \times [0, +\infty))$.

Definizione 4.3 — Funzione test. $v \in C^1(\mathbb{R} \times [0, +\infty))$ a supporto compatto.

Sia u soluzione classica, v funzione test, moltiplichiamo (P) con la test e integriamo

$$\underbrace{\int_{0}^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} vu_t \ dxdt}_{A} + \underbrace{\int_{0}^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} vq(u)_x \ dxdt}_{B} = 0$$

Integriamo A per parti rispetto a t

$$A = \int_{\mathbb{R}} [vu]_0^{+\infty} dx - \int_0^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} uv_t \, dxdt$$
$$= -\int_{\mathbb{R}} v(x,0) \underbrace{u(x,0)}_{g(x)} dx - \int_0^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} uv_t \, dxdt$$
$$= -\int_{\mathbb{R}} v(x,0)g(x)dx - \int_0^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} uv_t \, dxdt$$

Integriamo B per parti rispetto a x

$$B = \int_{-\infty}^{+\infty} [vq(u)]_{-\infty}^{+\infty} dt - \int_{0}^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} v_x q(u) \ dxdt$$

Segue che

$$\int_{0}^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} [uv_t + q(u)v_x] dx dt + \int_{\mathbb{R}} v(x,0)g(x) dx = 0 \quad \forall \text{ funzione test}$$
 (4.17)

che chiameremo formulazione debole. Notiamo che non compaiono le derivate di u. Quindi

u regolare \Rightarrow implica la formulazione debole

Possiamo tornare indietro?

Partendo dalla formulazione debole (4.17) e integrando per parti in senso inverso il primo termine, stavolta coi ruoli delle funzioni invertiti rispetto al primo passaggio

$$\int_{0}^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} [u + q(u)] v \, dx dt \underbrace{+ \int_{\mathbb{R}} v(x, 0) u(x, 0) dx - \int_{\mathbb{R}} v(x, 0) g(x) dx}_{-\int_{\mathbb{R}} [g(x) - u(x, 0)] v(x, 0) dx} = 0 \tag{4.18}$$

Che è valida per ogni funzione test, scelgo quindi v test con supporto in $\mathbb{R} \times (0, +\infty)$, annullando tutto il secondo termine

$$\int_0^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} [u_t + q(u)_x] v \ dx dt = 0 \quad \forall \text{ funzione test}$$

Per il lemma di annullamento ritroviamo la prima parte di (P)

$$u_t + q(u)_x = 0$$

La inseriamo nella (4.18)

$$\int_{\mathbb{R}} [g(x) - u(x,0)] v(x,0) = 0 \ \ \forall \text{ funzione test}$$

Sempre per il lemma di annullamento ritroviamo la seconda parte (la condizione iniziale) di (P)

$$u(x,0) = q(x)$$

In conclusione

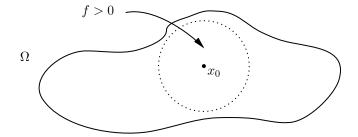
$$u$$
 regolare \Leftrightarrow implica la formulazione debole (4.19)

TEOREMA 4.4 — Lemma di annullamento. Sia $\Omega \subseteq \mathbb{R}^n$ aperto, sia $f \in C(\Omega)$ tale che

$$\int_{\Omega} fv \ dx = 0 \quad v \in C^{1}(\Omega) \text{ a supporto compatto}$$
 (4.20)

allora f = 0 in Ω .

DIMOSTRAZIONE. Se $f(x_0) \neq 0$, per esempio $f(x_0) > 0$, allora possiamo considerare $B_r(x_0) \subset \Omega$ tale che f(x) > 0 in $B_r(x_0)$.



Possiamo allora sempre trovare una $v \in C^1(\Omega)$ tale che v > 0 in $B_r(x_0)$ e v = 0 in $\Omega \setminus \overline{B_r(x_0)}$ ma

4.5. Soluzione debole 75

allora

$$\int_{\Omega} fv \ dx = \int_{B_r(x_0)} fv \ dx > 0$$

assurdo.

DEFINIZIONE 4.5 — Soluzione debole. Sia $u : \mathbb{R} \times [0, +\infty] \to \mathbb{R}$ localmente limitata^a. Diciamo che u è soluzione debole del problema

$$\begin{cases} u_t + q(u)_x = 0 & x \in \mathbb{R}, \ t > 0 \\ u(x, 0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$

se vale la (4.17), cioè se

$$\int_0^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} [uv_t + q(u)v_x] dx dt + \int_{\mathbb{R}} v(x,0)g(x) dx = 0 \quad \forall \text{ funzione test}$$

 a cioè in ogni compatto.

4.5.1 Condizione di Rankine-Hugoniot

Teorema 4.6. Sia u soluzione debole tale che

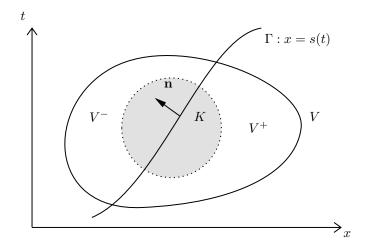
- 1. ha una linea di discontinuità a salto $x = \dot{s}(t)$ di classe C^1
- 2. fuori da Γ è soluzione classica di $u_t + q(u)_x = 0$
- 3. il salto $[u^+ u^-]_{|\Gamma}$ varia con continuità

Allora

$$\dot{s}(t) = \frac{q(u^{+}) - q(u^{-})}{u^{+} - u^{-}} \tag{4.21}$$

DIMOSTRAZIONE. Consideriamo un aperto V contenuto nel semipiano t>0, diviso in due parti V^+,V^- da una linea Γ , definita da un'equazione x=s(t), in cui u(x,t) presenti una discontinuità di tipo salto, mentre al di fuori è soluzione classica.

Consideriamo v funzione test di supporto $K \subset V$, a cavallo di Γ , ovvero v = 0 in $V \setminus K$.



Essendo V nel semipiano con t>0, e $K\subset V$, allora v(x,t=0)=0, allora la FD^a diventa

$$0 = \int_{0}^{+\infty} \int_{\mathbb{R}} [uv_{t} + q(u)v_{x}] dx dt + \int_{\mathbb{R}} v(x, \theta) g(x) dx = \int_{V} \int_{V} \int_{V} dx dt + \int_{V} \int_{V}$$

Lavoriamo separatamente. Notiamo subito che possiamo scrivere la formula di derivata per parti

$$uv_t = (uv)_t - u_t v$$
$$q(u)v_x = (q(u)v)_x - q(u)_x v$$

che possiamo sostituire

$$0 = \left(\int_{V^{+}} + \int_{V^{-}} \right) [uv_{t} + q(u)v_{x}] dxdt$$
$$= \left(\int_{V^{+}} + \int_{V^{-}} \right) [(uv)_{t} + (q(u)v)_{x} - u_{t}v - q(u)_{x}v] dxdt$$

sistemiamo i termini e raccogliamo v

$$0 = \left(\int_{V^+} + \int_{V^-} \right) \left[(uv)_t + (q(u)v)_x \right] dxdt - \left(\int_{V^+} + \int_{V^-} \right) \left[u_t + q(u)_x \right] v dxdt$$

notiamo ora che u al di fuori di Γ è regolare e quindi soluzione classica $u_t + q(u)_x = 0$. Questo ci permette di cancellare il secondo termine

$$0 = \left(\int_{V^{+}} + \int_{V^{-}} \right) \left[(uv)_{t} + (q(u)v)_{x} \right] dxdt$$

Ciò che è in parentesi quadra altro non è che la divergenza di una funzione!

$$\mathbf{v}(x,t) = \begin{pmatrix} q(u)v \\ uv \end{pmatrix} \Rightarrow \operatorname{div} \mathbf{v} = (q(u)v)_x + (uv)_t$$
$$\left(\int_{V^+} + \int_{V^-} \right) [(uv)_t + (q(u)v)_x] \ dxdt = \left(\int_{V^+} + \int_{V^-} \right) [\operatorname{div} \mathbf{v}] \ dxdt$$

pertanto possiamo applicare il Teorema della Divergenza. Consideriamo $\mathbf{n} = (n_x, n_t)$ normale, n_x in x, n_t in t, e ricordiamoci che

- la normale è entrante in V^-
- v=0 al di fuori di K
- $\bullet\,$ quando scriviamo u integrata su Γ dobbiamo specificare se stiamo facendo il limite da destra o sinistra

$$\int_{V^{+}} [\operatorname{div} \mathbf{v}] \, dx dt = \int_{\partial V^{+}} \mathbf{v} \cdot \mathbf{n} \, dl = \left[\int_{\partial V^{+} \setminus K} + \int_{K \cap \Gamma} \right] \begin{pmatrix} q(u)v \\ uv \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} n_{x} \\ n_{t} \end{pmatrix} \, dl$$
$$= \int_{K \cap \Gamma} \left[q(u^{+}) n_{x} + u^{+} n_{t} \right] v \, dl$$

$$\int_{V^{-}} [\operatorname{div} \mathbf{v}] \, dx dt = \int_{\partial V^{-}} \mathbf{v} \cdot (-\mathbf{n}) \, dl = \left[\int_{\partial V^{-} \setminus K} + \int_{K \cap \Gamma} \right] \begin{pmatrix} q(u)v \\ uv \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -n_x \\ -n_t \end{pmatrix} \, dl$$
$$= \int_{K \cap \Gamma} \left[-q \left(u^{-} \right) n_x - u^{-} n_t \right] v \, dl$$

A questo punto mettiamo insieme, possiamo tranquillamente portare tutto sotto lo stesso integrale

$$0 = \int_{K \cap \Gamma} \left[q(u^{+}) n_{x} + u^{+} n_{t} - q(u^{-}) n_{x} - u^{-} n_{t} \right] v \ dl \ \forall v$$

l'arbitrarietà di ve il fatto che il salto varia con continuità ci fa concludere che

$$q(u^{+}) n_{x} + u^{+} n_{t} - q(u^{-}) n_{x} - u^{-} n_{t} = 0$$

4.5. Soluzione debole 77

A questo punto lo studente può rilassarsi, il peggio è passato, ci basta effettuare qualche passaggio algebrico per arrivare al risultato

$$0 = q(u^{+}) n_{x} + u^{+} n_{t} - q(u^{-}) n_{x} - u^{-} n_{t} = \{q(u^{+}) - q(u^{-})\} n_{x} + \{u^{+} - u^{-}\} n_{t}$$

Ci dobbiamo solo ricordare che Γ si può esprimere tramite x=s(t) ed essendo C^1 il versore tangente alla curva è

$$\mathbf{t} = \frac{1}{\sqrt{1 + (\dot{s}(t))^2}} \begin{pmatrix} \dot{s}(t) \\ 1 \end{pmatrix}$$

da cui si trova quello normale, sempre facendo riferimento alla figura

$$\mathbf{n} = \frac{1}{\sqrt{1 + (\dot{s}(t))^2}} \begin{pmatrix} -1\\ \dot{s}(t) \end{pmatrix}$$

Sostituiamo e moltiplichiamo tranquillamente per la radice, il cui unico e triste scopo era quello di avere dei versori

$$0 = \{q(u^{+}) - q(u^{-})\} n_{x} + \{u^{+} - u^{-}\} n_{t}$$
$$= \{q(u^{+}) - q(u^{-})\} (-1) + \{u^{+} - u^{-}\} (\dot{s}(t))$$

Allora

$$\dot{s}(t) = \frac{q(u^{+}) - q(u^{-})}{u^{+} - u^{-}}$$

che è Rankine-Hugoniot.

Controesempio all'unicità.

Consideriamo l'equazione di Burgers

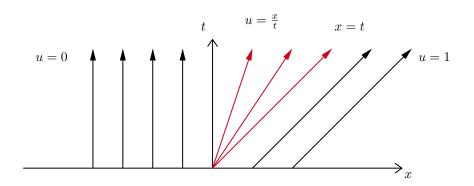
$$u_t + uu_x = 0$$
 $q(u) = \frac{u^2}{2}$, $q'(u) = u$, $q''(u) = 1$ (4.22)

risolviamo il seguente problema di Cauchy

(P1)
$$\begin{cases} u_t + uu_x = 0 \\ u(x,0) = g(x) \end{cases} \qquad g(x) = \begin{cases} 0, & x < 0 \\ 1, & x > 0 \end{cases}$$

le caratteristiche sono della forma

$$x = q'(g(x_0))t + x_0 = \begin{cases} x_0 & x_0 < 0\\ t + x_0 & x_0 > 0 \end{cases}$$



inoltre
$$q'(u) = u$$
, allora $r(s) = (q'(u))^{-1}(s) = s$ quindi

$$u(x,t) = r\left(\frac{x}{t}\right) = \frac{x}{t}$$

^aFormulazione Debole

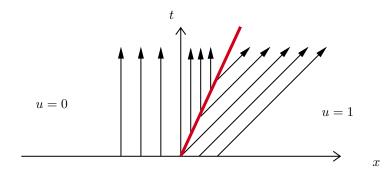
^bquesto passaggio lo abbiamo potuto fare solo grazie al fatto che i due integrali sono separati su V^+, V^- .

abbiamo un'onda di rarefazione dove u=x. Ma c'è un'altra soluzione.

$$\begin{array}{ll} u^+ = 1 & u^- = 0 \\ q\left(u^+\right) = \frac{1^2}{2} = \frac{1}{2} & q\left(u^-\right) = \frac{0^2}{2} = 0 \end{array} \quad \Rightarrow \quad RH: \; \dot{s}(t) = \frac{\frac{1}{2} - 0}{1 - 0} = \frac{1}{2} \end{array}$$

quindi esiste una linea d'urto di equazione

$$x = \frac{1}{2}t\tag{4.23}$$



Questo è uno **shock non fisico**. È come se partendo da un punto su una caratteristica e tornando indietro nel tempo potessi ricostruire la linea d'urto. Un po' fidandoci e un po' appellandoci al secondo principio della termodinamica che riguarda l'aumento di entropoia, accettiamo questa denominazione.

Lezione 15 (30/03/2021)

4.5.2 Condizione di entropia

Abbiamo risposto al primo quesito, dando un senso al concetto di soluzione quando si presentano discontinuità (grazie alle soluzioni deboli e Rankine-Hugoniot), e dimostrato che l'unicità non è garantita. Ora dobbiamo definire un criterio di selezione che individui possibilmente un'unica soluzione accettabile dal punto di vista del significato fisico del problema.

Esaminiamo prima un caso "ideale": sia $g'>0,\ q''\geq q''_{min}>0,$ l'unica soluzione è assegnata dalla formula

$$G(x,t,u) = u - g(x - q'(u)t) = 0 (4.24)$$

Grazie al teorema del Dini

$$u_x = -\frac{G_x}{G_u} = \underbrace{\frac{g'(x - q'(u)t)}{1 + g'(x - q'(u)t)q''(u)t}}_{> q'(x - q'(u)t)q''(u)t} \le \frac{1}{q''(u)} \frac{1}{t} \le \frac{E}{t} \quad \text{dove } E = \frac{1}{q''_{min}}$$

Per il teorema del valor medio, se $x, z \in \mathbb{R}, \ t > 0, z > 0$

$$u(x+z,t) - u(x,t) = u_x(\xi_{z,x},t)z \le \frac{E}{t}z$$

Perché questa disuguaglianza valga basta che u sia definita, non è richiesta nessuna regolarità

Definizione 4.7 — Condizione di entropia. $\exists E>0$ to per ogni $x,z\in\mathbb{R},\ z>0$ e per ogni t>0

$$u(x+z,t) - u(x,t) \le \frac{E}{t}z \tag{4.25}$$

Il nome di condizione di entropia deriva da una particolare interpretazione fisica valida solo nel modello della dinamica di un gas, dove questa disuguaglianza significa che attraverso la linea di shock l'entropia aumenta.

La (4.25) ha senso anche per soluzioni discontinue (in particolare, quelle **deboli**) e non coinvolge operazioni di derivazione. Una soluzione debole che soddisfa la condizione di entropia sarà chiamata soluzione entropica.

Conseguenze:

4.5. Soluzione debole 79

• La funzione

$$x \longmapsto u(x,t) - \frac{E}{t}x$$
, t fissato

è non crescente. Poniamo $x_2=x+z,\ x_1=x,\ z=x_2-x_1>0,\ {\rm se}\ x_2>x_1$ la (4.25) diventa

$$u(x_2, t) - u(x_1, t) \le \frac{E}{t}(x_2 - x_1)$$

ovvero

$$u(x_2, t) - \frac{E}{t}x_2 \le u(x_1, t) - \frac{E}{t}x_1 \tag{4.26}$$

• Per il punto precedente u (essendo monotona) ha solo discontinuità a salto. Inoltre se (x,t) è punto di salto per u

$$u_+(x,t) < u_-(x,t)$$

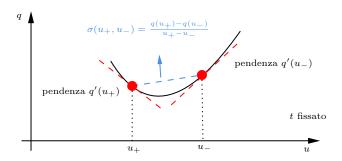
ovvero

$$u(x_+, t) < u(x_-, t)$$

Infatti dalla (4.26) con $x_1 < x < x_2$ facendo tendere $x_1 \to x_-$ e $x_2 \to x_+$ si ottiene che il salto è decrescente.

• Poiché q'' > 0, si ha q' strettamente crescente

$$q'(u_+) < \frac{q(u_+) - q(u_-)}{u_+ - u_-} < q'(u_-)$$



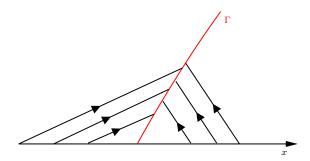
definiamo

$$\sigma(u_+, u_-) = \frac{q(u_+) - q(u_-)}{u_+ - u_-}$$

ma se x=s(t) è linea d'urto $\sigma(u_+,u_-)=\dot{s}(t)$ è la pendenza della retta tangente sulla linea d'urto (ovvero la velocità con cui si muove la discontinuità lungo la linea d'urto) data da Rankine-Hugoniot. Ottengo la **disuguaglianza dell'entropia**

$$q'(u_+) < \dot{s} < q'(u_-)$$

La pendenza di una linea d'urto è minore di quella delle caratteristiche che vi arrivano da sinistra e maggiore di quella delle caratteristiche che vi arrivano da destra: le caratteristiche **entrano** nella linea d'urto, non è possibile percorrere a ritroso nel tempo una caratteristica e impattersi in uno shock



NB. Nel caso g' < 0 e $q'' \le q''_{max} < 0$ la condizione di entropia diventa

$$u(x+z,t) - u(x,t) \ge -\frac{E}{t}z, \ E = \frac{1}{|q''_{max}|}$$

quindi in un punto (x,t) di discontinuità

$$u_+(x,t) > u_-(x,t)$$

Ma la disuguaglianza d'entropia essendo q' decrescente rimane invariata

Teorema 4.8. Se $q \in C^2(\mathbb{R})$, strettamente concava o convessa, e g è limitata allora $\exists !$ la soluzione (integrale/debole) del problema

$$\begin{cases} u_t + q(u)_x = 0 & x \in \mathbb{R}, t > 0 \\ u(x, 0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$

$$(4.27)$$

che soddisfi la condizione di entropia

Possiamo applicare questo teorema per risolvere il problema (4.27) con dati al bordo

$$g(x) = \begin{cases} u_L, & x < 0 \\ u_R, & x > 0 \end{cases}$$

noto come **Problema di Riemann**, con $u_L \neq u_R$ e costanti.

TEOREMA 4.9. Sia q strettamente concava o convessa con $q'' \ge h > 0$ o $q'' \le -h < 0$. Allora l'unica soluzione entropica del problema di Riemann è data da:

• Se $q'' \ge h > 0$ e $u_R < u_L$, oppure $q'' \le -h < 0$ e $u_R > u_L$ onda d'urto

$$u(x,t) = \begin{cases} u_L & x < \sigma(u_L, u_R)t = s(t) \\ u_R & x > \sigma(u_L, u_R)t = s(t) \end{cases}$$

dove

$$\sigma(u_L, u_R) = \dot{s} = \frac{q(u_R) - q(u_L)}{u_R - u_L}, \ s(0) = 0$$

• Se $q'' \ge h > 0$ e $u_R > u_L$ oppure $q'' \le -h < 0$ e $u_R < u_L$

onda di rarefazione

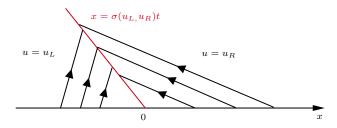
$$u(x,t) = \begin{cases} u_L & x \le q'(u_L)t \\ r\left(\frac{x}{t}\right) & q'(u_L)t < x < q'(u_R)t \\ u_R & x \ge q'(u_R)t \end{cases}$$

Dove $r=(q')^{-1}$ è la funzione inversa di q'

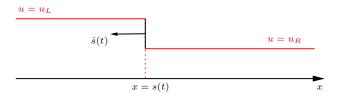
Prima di fare la dimostrazione esaminiamo i vari casi con dei grafici

4.5. Soluzione debole 81

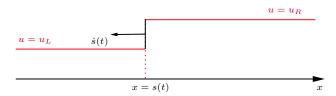
 $\bullet\,$ Nel caso dell'onda d'urto \dot{s} può essere sia positivo che negativo, assumiamo \dot{s} negativo



Fissato t, posso avere $u_R < u_L$ e q convessa

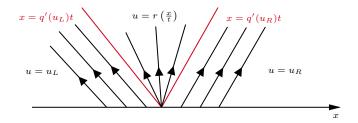


oppure $u_R > u_L$ e q concava

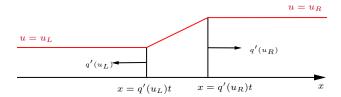


Se \dot{s} è positiva la trattazione è analoga ma la linea di discontinuità si muove verso destra con velocità $\dot{s}(t)$.

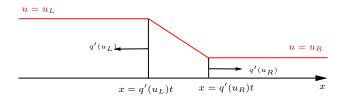
 \bullet Anche qui $q'(u_L),\ q'(u_R)$ possono essere positivi o negativi, concordi o discordi. Assumiamo $q'(u_L)<0,\ q'(u_R)>0$



Fissato t, posso avere $u_R > u_L$ e q convessa

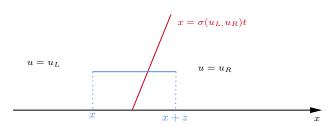


oppure $u_R < u_L$ e q concava



DIMOSTRAZIONE. nel caso $q'' \ge h > 0$

 \bullet Poiché abbiamo supposto q convessa siamo nel caso $u_R < u_L$



u è ovviamente soluzione integrale. La condizione di entropia è soddisfatta banalmente per due punti nella zona di sinistra o di destra. Per due punti a cavallo si verifica:

$$u(x+z,t) - u(x,t) = u_R - u_L < 0 < \frac{E}{t}z$$

• Poiché abbiamo supposto q convessa siamo nel caso $u_R > u_L$. La condizione è soddisfatta banalmente nelle zone laterali. Verifichiamo la condizione di entropia all'interno del settore centrale dove $u(x,t) = r\left(\frac{x}{t}\right)$

Innanzitutto

$$u_t + q(u)_x = -r'\left(\frac{x}{t}\right)\frac{x}{t^2} + q'(r)r'\left(\frac{x}{t}\right)\frac{1}{t} = r'\left(\frac{x}{t}\right)\frac{1}{t}\left[q'(r) - \frac{x}{t}\right] \equiv 0$$

Quindi u è soluzione integrale. Per la condizione di entropia

$$u(x+z,t) - u(x,t) =$$

$$r\left(\frac{x+z}{t}\right) - r\left(\frac{x}{t}\right) = \text{teo. valor medio}$$

4.5. Soluzione debole

$$r'\left(\frac{\xi_{z,t}}{t}\right)\frac{z}{t} \le ?$$

per trovare un maggiorante, ricordando che $r=(q^\prime)^{-1}$ e usando la regola per la derivata dell'inversa

$$r'(s) = \frac{1}{q''(r)} \text{ con } s = q'(r)$$

 $\Rightarrow r'(s) \le \frac{1}{h} \text{ essendo } q'' \ge h$

Quindi

$$r'\left(\frac{\xi_{z,t}}{t}\right)\frac{z}{t} \le \frac{1}{h}\frac{z}{t}$$

e la condizione di entropia è soddisfatta con $E=\frac{1}{h}$

Capitolo 5

Le onde

Equazioni delle onde

• n = 1, $u_{tt} - c^2 u_{xx} = f$.

Onde trasversali di una corda di piccola ampiezza.

• $n = 2, 3, u_{tt} - c^2 \Delta u = f.$

Onde d'acqua lineari, acustiche, elettromagnetiche nel vuoto.

5.1 Equazione della corda vibrante in n=1

Ricaviamo ora l'equazione della corda vibrante unidimensionale (tipicamente corda di violino o chitarra). Lavoriamo sotto le seguenti ipotesi:

- 1. Vibrazioni della corda **piccole** (relativamente alla lunghezza): i cambiamenti del profilo della corda rispetto all'orizzontale sono *piccoli*.
- 2. Lo spostamento di ogni punto della corda è verticale.
- 3. Lo spostamento verticale u di un punto dipende solo dalla sua posizione a riposo sulla corda e dal tempo. Quindi

$$u = u(x, t)$$

e dalla prima ipotesi deduciamo $|u_x(x,t)| \ll 1$.

- 4. La corda è **perfettamente flessibile**: non offre resistenza alla flessione. L'unica forza agente sulla corda è la tensione T, diretta tangenzialmente, di intensità τ (= |T|).
- 5. Gli attriti sono **trascurabili.**

Leggi generali

- Conservazione della massa.
- Bilancio del momento lineare (ovvero 2a legge della dinamica).

Sia $\rho = \rho(x,t)$ la densità lineare di massa al tempo t e $\rho_0 = \rho_0(x)$ la densità a riposo. Prendiamo in esame un tratto di corda corrispondente ad un intervallo arbitrario $[x, x + \Delta x]$ e indichiamo con Δs l'elemento di lunghezza corrispondente al tempo t. La legge di conservazione della massa impone

$$\rho_0(x)\Delta x = \rho(x,t)\Delta s, \ t \ge 0$$

L'equazione del bilancio del momento si ricava uguagliando la forza totale agente sul generico tratto considerato al tasso di variazione del momento lineare. Poiché il moto è verticale, le componenti orizzontali delle forze devono bilanciarsi. Indicando con $\tau(x,t)$ la tensione (scalare) in x

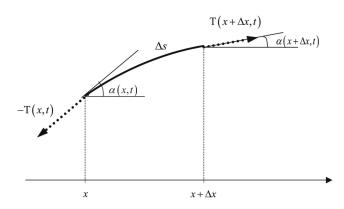


Figura 5.1: Tensione agli estremi di un piccolo arco di corda

$$\tau(x + \Delta x, t)\cos\alpha(x + \Delta x, t) - \tau(x, t)\cos\alpha(x, t) = 0$$

Dividendo per Δx e facendo il limite per $\Delta x \to 0$

$$\begin{split} \frac{\partial}{\partial x} [\tau(x,t)\cos\alpha(x,t)] &= 0 \\ \Rightarrow \ \tau(x,t)\cos\alpha(x,t) &= \tau_0(t) \ (\geq 0 \ \text{\'e intensit\'a}) \end{split}$$

Calcoliamo le componenti verticali delle forze agenti sul tratto considerato

$$\tau_{vert}(x,t) = \tau(x,t) \sin \alpha(x,t) = \underbrace{\tau(x,t) \cos \alpha(x,t)}_{\tau_0(t)} \underbrace{\tan \alpha(x,t)}_{u_x(x,t)} = \tau_0(t) u_x(x,t)$$

Dunque la risultante verticale è

$$\tau_{vert}(x + \Delta x, t) - \tau_{vert}(x, t) = \tau_0(t)[u_x(x + \Delta x, t) - u_x(x, t)]$$

Consideriamo ora le forze di volume verticali come il peso o carichi esterni. Sia f = f(x,t) l'intensità per unità di massa della risultante di tali forze. Per la legge di conservazione della massa, la forza agente sul tratto di corda esaminato è

$$\rho(x,t)f(x,t)\Delta s = \rho_0(x)f(x,t)\Delta x$$

Applichiamo ora la seconda legge di Newton: le forze agenti sono

$$\tau_{vert}(x+\Delta x,t) - \tau_{vert}(x,t) = \tau_0(t)[u_x(x+\Delta x,t) - u_x(x,t)]$$
tensione
$$\rho(x,t)f(x,t)\Delta s = \rho_0(x)f(x,t)\Delta x$$
forze di volume

osservando che u_{tt} è l'accelerazione scalare, la somma delle forze dovrà essere uguale a

$$\rho(x)u_{tt}\Delta s = \rho_0(x)u_{tt}\Delta x$$

da cui si ricava

$$\rho_0(x)u_{tt}\Delta x = \tau_0(t)[u_x(x+\Delta x,t) - u_x(x,t)] + \rho_0(x)f(x,t)\Delta x$$

dividendo per Δx e passando al limite per $\Delta x \rightarrow 0$ ottengo

$$\rho_0(x)u_{tt} = \tau_0(t)u_{xx} + \rho_0 f(x, t)$$

Da cui, definita

$$c^2 = \frac{\tau_0(t)}{\rho_0(x)}$$

arrivo all'equazione della corda vibrante

$$u_{tt} - c^2 u_{xx} = f(x, t)$$

5.2. Energia 87

NB. Le dimensioni di c sono

$$[c] = \text{lunghezza} \times \text{tempo}^{-1}$$

quelle di una velocità.

NB. Se la corda è omogenea

$$\Rightarrow \rho_0(x) = \rho_0 \text{ cost.}$$

Se è anche perfettamente elastica

$$\Rightarrow \tau_0(t) = \tau_0 \text{ cost.}$$

$$\Rightarrow c^2 = \frac{\tau_0(t)}{\rho_0(x)} \text{ cost.}$$

D'ora in poi lavoreremo sempre sotto queste ipotesi

5.2 Energia

Consideriamo una corda a riposo (al tempo t=0) in posizione orizzontale sull'asse x, occupante un segmento [0, L]. Essendo $u_t(x, t)$ la velocità di vibrazione verticale della particella di corda in x, l'**energia cinetica totale** durante la vibrazione è

$$E_{cin}(t) = \frac{1}{2} \int_0^L \rho_0 u_t^2 dx$$

La corda immagazzina anche **energia potenziale** dovuta al lavoro delle forze elastiche. In un elemento di corda con lunghezza a riposo dx, l'allungamento dovuto alle forze elastiche è pari a



$$ds - dx = \sqrt{1 + u_x^2} dx - dx = \underbrace{\left(\sqrt{1 + u_x^2} - 1\right)}_{\text{al primo ordine, } |u_x| \ll 1} dx \cong \frac{1}{2} u_x^2 dx$$

Quindi il lavoro compiuto da tali forze¹ è

$$dW = \frac{1}{2}\tau_0 u_x^2 dx$$

Sommando i contributi di tutti gli elementi ottengo l'energia potenziale totale

$$E_{pot}(t) = \frac{1}{2} \int_0^L \tau_0 u_x^2 dx$$

L'energia meccanica totale della corda risulta essere

$$E(t) = E_{cin}(t) + E_{pot}(t) = \frac{1}{2} \int_0^L \left[\rho_0 u_t^2 + \tau_0 u_x^2 \right] dx$$

Lezione 16 (01/04/2021)

Abbiamo calcolato l'energia totale al tempo t immagazzinata nella corda

$$E_{tot}(t) = \frac{1}{2} \int_{0}^{L} \left[\rho_0 u_t^2 + \tau_0 u_x^2 \right] dx$$

La variazione dell'energia totale risulta

$$\dot{E}_{tot}(t) = \int_0^L [\rho_0 u_t u_{tt} + \tau_0 u_x u_{xt}] dx = \int_0^L \rho_0 u_t u_{tt} dx + \int_0^L \tau_0 u_x u_{xt} dx$$
 (5.1)

¹Stiamo trattando piccole vibrazioni, τ non dipende da x.

integriamo per parti il secondo integrale

$$\int_{0}^{L} u_{x} u_{xt} \ dx = [u_{x} u_{t}]_{0}^{L} - \int_{0}^{L} u_{xx} u_{t} \ dx$$

da cui (5.1) diventa

$$\dot{E}_{tot}(t) = \int_0^L u_t \underbrace{\left[\rho_0 u_{tt} - \tau_0 u_{xx}\right]}_{\rho_0[u_{tt} - c^2 u_{xx}] = \rho_0 f} dx + \tau_0[u_x(L, t)u_t(L, t) - u_x(0, t)u_t(0, t)]$$

$$= \int_0^L u_t \rho_0 f dx + \tau_0[u_x(L, t)u_t(L, t) - u_x(0, t)u_t(0, t)]$$

Se per esempio f=0 e la corda è fissata agli estremi, cioè se

$$\forall t > 0, \ u(L,t) = 0 = u(0,t) \implies u_t(L,t) = 0 = u_t(0,t)$$

allora

 $\dot{E}_{tot}(t) = 0$ conservazione dell'energia meccanica

Presentiamo i problemi associati all'equazione della corda vibrante²

$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 u_{xx} = f & x \in (0, L), \ t > 0 \\ u(x, 0) = g(x), & x \in [0, L] \\ u_t(x, 0) = h(x) & x \in [0, L] \\ + \text{ condizioni al bordo} \end{cases}$$

Le condizioni al bordo possono essere

• Dirichlet

Imponiamo le posizioni degli estremi, t > 0

$$\begin{split} u(0,t) &= a(t), \\ u(L,t) &= b(t), \end{split}$$

• Neumann

Imponiamo una tensione scalare verticale agli estremi, t > 0

$$\tau_0 u_x(0,t) = a(t),$$

$$\tau_0 u_x(L,t) = b(t),$$

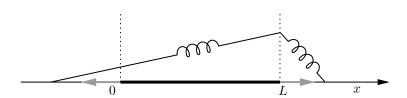
nel caso omogeneo a=b=0, gli estremi della corda sono liberi di muoversi lungo una guida verticale.

• Robin

Si assegna un tipo di attacco elastico agli estremi, quello lineare (cioè la molla segue perfettamente la legge di Hooke), con k>0 costante elastica, t>0

$$-\tau_0 u_x(0,t) = -ku(0,t),$$

$$\tau_0 u_x(L,t) = -ku(L,t),$$



Osserviamo che se k=0 ritroviamo le condizioni di Neumann omogenee, ciò ha senso dato che è come avere una molla che pone una resistenza nulla, ovvero la corda è libera di scorrere in verticale. Viceversa se $k \gg \{u, u_x\}$ allora u per compensare deve essere molto picolo, è come avere una molla rigidissima che sostanzialmente impone di fissare gli estremi, come nella condizione di Dirichlet.³

 $^{^2}$ ci vuole anche u_t iniziale, cioè la velocità, un ipotetico impulso per esempio.

 $^{^3\}mathrm{Si}$ veda <code>https://youtu.be/AEBdyFG3bz4</code> per ulteriori chiarificazioni.

5.3 Problema di Cauchy globale (n = 1)

Si dice problema di Cauchy globale

$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 u_{xx} = f & x \in \mathbb{R}, \ t > 0 \\ u(x,0) = g(x), & x \in \mathbb{R} \\ u_t(x,0) = h(x) & \end{cases}$$

Risolviamo il Problema di Cauchy $omogeneo\ (f=0)$ per arrivare alla Formula di d'Alembert.

(D)
$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 u_{xx} = 0 & x \in \mathbb{R}, \ t > 0 \\ u(x,0) = g(x), & x \in \mathbb{R} \\ u_t(x,0) = h(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$

NB — Premessa. La soluzione di un'equazione del tipo

$$u_t \pm cu_x = f(x,t) \ x \in \mathbb{R}, \ t > 0$$

è data da

$$u(x,t) = \varphi(x \mp ct) + \int_0^t f(\mp c(t-s), s)ds$$
 (5.2)

Fattorizziamo l'equazione della corda e definiamo una funzione \boldsymbol{v}

$$u_{tt} - c^2 u_{xx} = (\partial_t - c\partial_x) \underbrace{(\partial_t + c\partial_x)u}_{v} = 0$$

allora

$$v_t - cv_x = 0$$

ma noi la sappiamo risolvere grazie a (5.2)

$$v(x,t) = \varphi(x+ct)$$

a questo punto dobbiamo semplicemente risolvere

$$\underbrace{u_t + cu_x}_{(\partial_t + c\partial_x)u} = \underbrace{\varphi(x + ct)}_{v(x,t)}$$

sempre grazie a (5.2)

$$u(x,t) = \psi(x-ct) + \int_0^t \varphi(x-c(t-s)+cs)ds$$
$$= \psi(x-ct) + \int_0^t \varphi(x-ct+2cs)ds$$

per sostituzione

$$x - ct + 2cs = y \quad \Rightarrow \quad \begin{cases} ds = \frac{1}{2c}dy \\ s = 0: & y = x - ct \\ s = t: & y = x + ct \end{cases}$$

allora

$$u(x,t) = \psi(x-ct) + \frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} \varphi(y) dy$$
 (5.3)

Il problema è ora determinare φ, ψ in modo che siano verificate le condizioni iniziali

$$u(x,0) = g(x), u_t(x,0) = h(x)$$

da cui

$$u(x,0) = \psi(x) = g(x) \Rightarrow \boxed{\psi(x) = g(x)}$$

$$u_t(x,t) = -cg'(x-ct) + \frac{1}{2c} [\varphi(x+ct)c - \varphi(x-ct)(-c)]$$

$$= -cg'(x-ct) + \frac{1}{2} [\varphi(x+ct) + \varphi(x-ct)]$$

$$u_t(x,0) = -cg'(x) + \varphi(x) = h(x) \quad \Rightarrow \quad \boxed{\varphi(x) = h(x) + cg'(x)}$$

Sostituiamo nella (5.3)

$$u(x,t) = g(x - ct) + \frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} [h(y) + cg'(y)] dy$$

Ma separando i due termini dell'integrale, per il Teorema Fondamentale del Calcolo

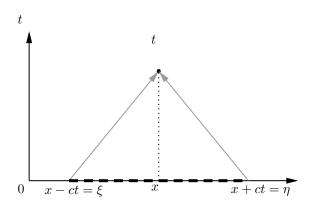
$$u(x,t) = g(x-ct) + \frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} h(y)dy + \frac{1}{2} \int_{x-ct}^{x+ct} g'(y)dy$$
$$= g(x-ct) + \frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} h(y)dy + \frac{1}{2} [g(x+ct) - g(x-ct)]$$

Ottengo la formula di d'Alembert

$$u(x,t) = \frac{1}{2} [g(x-ct) + g(x+ct)] + \frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} h(y) dy$$
 (5.4)

u,g sono lunghezze, h è una velocità, l'integrale è spazio /tempo, ma è diviso per c che è spazio /tempo, quindi torna uno spazio.

Il valore di u nel punto (x,t) dipende dalla media dei valori di g in $x \pm ct +$ la media integrale dei valori di h sull'intervallo $[x \pm ct]$, che si chiama **dominio di dipendenza**.



La formula di d'Alembert si può scrivere come sovrapposizione di onde progressive

$$u(x,t) = F(x - ct) + G(x + ct)$$

- ullet F che viaggia verso destra con velocità c
- \bullet Gche viaggia verso sinistra con velocità c

 ${\cal F}, {\cal G}$ sono costanti lungo le rette del tipo

$$F \Rightarrow \gamma^{+}: x - ct = \xi$$

 $G \Rightarrow \gamma^{-}: x + ct = \eta$

sono dette **rette caratteristiche.** Il dato iniziale viene trasportato lungo queste due rette per contribuire al valore in (x,t).

Da un altro punto di vista, se facciamo partire le due caratteristiche da z



Una perturbazione inizialmente localizzata in z non viene avvertita nel punto p fino al tempo

$$\bar{t} = \frac{|p-z|}{c}$$

Lezione 17 (08/04/2021)

Riprendiamo il problema di Cauchy globale

(PCG)
$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 u_{xx} = 0 & x \in \mathbb{R}, t > 0 \\ u(x, 0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \\ u_t(x, 0) = h(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$
 (5.5)

la soluzione è data dalla formula di d'Alembert

$$u(x,t) = \frac{1}{2}[g(x+ct) + g(x-ct)] + \frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} h(y)dy$$
 (5.6)

Esaminiamo alcune conseguenze di questa formula:

1. Il (PCG) (5.5) ha un'unica soluzione regolare data da (5.6). Notiamo che deve essere:

$$q \in C^2(\mathbb{R}), h \in C^1(\mathbb{R}),$$

affinché u sia soluzione classica. Non c'è regolarizzazione all'avanzare del tempo.

2. Posso ricavare una stima di stabilità in norma L^{∞} con la formula di d'Alembert. Consideriamo

$$g_1, g_2, h_1, h_2 \rightarrow u_1, u_2$$

allora

$$|u_1(x,t) - u_2(x,t)| \le ||g_1 - g_2||_{L^{\infty}(\mathbb{R})} + T||h_1 - h_2||_{L^{\infty}(\mathbb{R})}$$

per ogni $x, t \in \mathbb{R} \times [0, T]$.

3. La u si può esprimere come somma di due funzioni

$$u(x,t) = F(x - ct) + G(x + ct)$$

per esempio

$$F(x) = \frac{1}{2}g(x) - \frac{1}{2c} \int_0^x h(y)dy$$
$$G(x) = \frac{1}{2}g(x) + \frac{1}{2c} \int_0^x h(y)dy$$

quindi \boldsymbol{u} è sovrapposizione di due onde progressive.

4. Nonostante abbiamo assunto $g \in C^2$, $h \in C^1$ la Formula di d'Alembert (5.6) ha senso anche per g continua e h limitata e soddisfa l'equazione in un senso debole

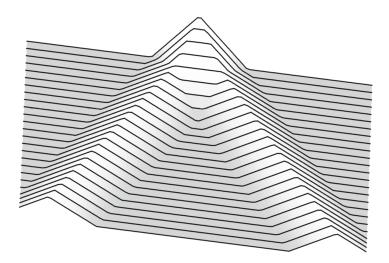
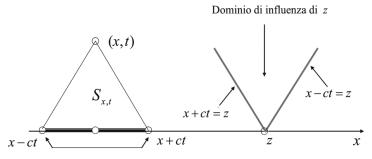


Figura 5.2: Corda pizzicata in un punto

5. Domini di dipendenza e di influenza:



Dominio di dipendenza di (x,t)

Figura 5.3: Domini di dipendenza e di influenza

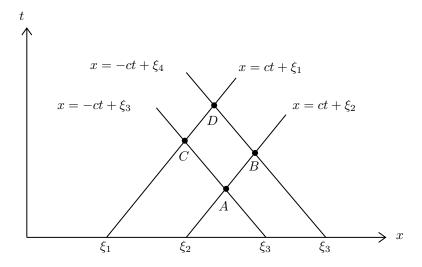
g influisce sul valore u(x,t) solo dai punti (x-ct,0), (x+ct,0).

I valori di h che influiscono su u(x,t) sono quelli dell'intero intervallo [x-ct,x+ct], detto **dominio** di dipendenza del punto (x,t).

6. Quadrilatero caratteristico. Le rette:

$$x - ct = \xi$$
$$x + ct = \mu$$

sono le rette caratteristiche



ricordando che

$$u(x,t) = F(x - ct) + G(x + ct)$$

deduciamo che sulle rette $x=-ct+\xi,\,G$ è costante, sulle rette $x=ct+\xi,\,F$ è costante. Ma allora:

$$F(A) = F(B)$$

$$G(A) = G(C)$$

$$F(D) = F(C)$$

$$G(D) = G(B)$$

sommo membro a membro e ottengo

$$\underbrace{F(A) + G(A)}_{u(A)} + \underbrace{F(D) + G(D)}_{u(D)} = \underbrace{F(B) + G(B)}_{u(B)} + \underbrace{F(C) + G(C)}_{u(C)}$$

cioè:

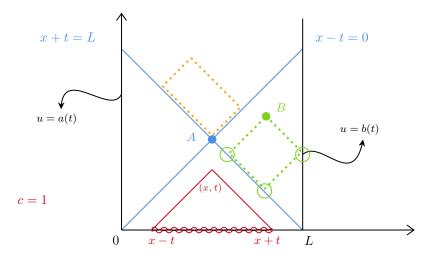
$$u(A) + u(D) - u(B) - u(C) = 0. (5.7)$$

Se è verificata per ogni coppia di caratteristiche questa esprime l'equazione delle onde in forma debole.

Usiamo la (5.7) per risolvere il problema di Cauchy-Dirichlet

$$\begin{cases} u_{tt} - u_{xx} = 0 & 0 < x < L, \ t > 0 \\ u(x,0) = g(x) & 0 \le x \le L \\ u_t(x,0) = h(x) & 0 \le x \le L \\ u(0,t) = a(t) & t > 0 \\ u(L,t) = b(t) & t > 0 \end{cases}$$

con un'argomentazione puramente visuale:



nel triangolo (0, L, A) u è determinata dalla Formula di d'Alembert. Nel triangolo di destra costruisco il quadrilatero caratteristico verde: conosco il valore di u nei punti cerchiati in verde e (5.7) mi permette di trovare anche il valore di u(B). Posso fare lo stesso ragionamento per ogni punto del triangolo di destra e di sinistra. Per il triangolo sopra il procedimento è analogo, costruendo un quadrilatero come quello arancione.

Metodo di Duhamel per il problema non omogeneo.

$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 u_{xx} = f & x \in \mathbb{R}, t > 0 \\ u(x,0) = g(x) & x \in \mathbb{R} \\ u_t(x,0) = h(x) & x \in \mathbb{R} \end{cases}$$

$$(5.8)$$

Osservazione. Ripassiamo il metodo di variazione delle costanti per il problema:

$$\begin{cases} y'(t) + ay(t) = f(t) & t > 0 \\ y(0) = 0 \end{cases}.$$

La formula risolutiva è data da:

$$y(t) = \int_0^t \underbrace{e^{-a(t-s)}f(s)}_{w(t;s)} ds,$$

esaminiamo l'integranda, trattando s come parametro $(0 \le s \le t)$:

$$w(t;s) = e^{-a(t-s)}f(s). (5.9)$$

w soddisfa il problema di Cauchy *omogeneo* con dato iniziale il secondo membro dell'equazione (5.9) calcolato in t = s (e non t = 0):

$$\begin{cases} w_t + aw = 0 & t > s \\ w(s, s) = f(s) & t = s \end{cases}$$

allora possiamo risolvere prima il problema in w e poi calcolare la soluzione

$$y(t) = \int_0^t w(t;s)ds.$$

Applichiamo il metodo di variazione delle costanti all'equazione delle onde: Sia:

$$w = w(x, t; s), \quad 0 \le s \le t,$$

soluzione di:

$$\begin{cases} w_{tt} - c^2 w_{xx} = 0 & x \in \mathbb{R}, t > s \\ w(x, s; s) = 0 & \\ w_t(x, s; s) = f(x, s) & x \in R, t = s \end{cases}$$

Questo problema lo sappiamo risolvere quando s = 0 ma l'equazione delle onde è invariante per traslazioni temporali; per la formula di d'Alembert (partendo da s e non da 0):

$$w(x,t;s) = \frac{1}{2c} \int_{x-c(t-s)}^{x+c(t-s)} f(y,s)dy,$$

allora:

$$u(x,t) = \int_0^t w(x,t;s)ds = \frac{1}{2c} \int_0^z \int_{x-c(t-s)}^{x+c(t-s)} f(y,s)dyds$$
$$= \frac{1}{2c} \int_{S_{x,t}} f(y,s)dyds$$

dove ricordiamo che $S_{x,t}$ è il settore in figura .

Lezione 18 Salsa (fatta da Verzini) (12/04/2021)

5.4 Equazione delle onde in più dimensioni, $n \ge 2$

Affrontiamo l'equazione delle onde in più dimensioni. Studieremo l'evoluzione di $u=u(\mathbf{x},t)$. L'equazione delle onde prende la forma:

$$u_{tt} - c^2 \Delta u = f, \quad \mathbf{x} \in \Omega \subset \mathbb{R}^n, t > 0, \tag{5.10}$$

c ha le dimensioni di una velocità anche in questo caso, e sarà la velocità di propagazione del segnale. Vi sono particolari soluzioni, specialmente nei casi n=2,3. Analizziamo il caso delle onde sferiche in n=3. Prende la forma, dipendente solo dal raggio:

$$u(\mathbf{x},t) = w(r,t), \quad r = |\mathbf{x}| = \sqrt{x_1^2 + x_2^2 + x_3^2}.$$

Lavoriamo in coordinate sferiche:

$$\mathbf{x} = \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \\ x_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} r \cos \vartheta \sin \psi \\ r \sin \vartheta \sin \psi \\ \cos \psi \end{pmatrix}.$$

NB. Consideriamo le coordinate sferiche in n dimensioni generiche e una funzione:

$$w = w(r, \vartheta), \ \vartheta \in \partial B_1 = \mathbb{S}^{n-1},$$

trascuriamo la dipendenza dal tempo. ϑ è un vettore di angoli e \mathbb{S}^{n-1} indica la sfera (n-1)-dimensionale di raggio unitario. Il laplaciano in coordinate sferiche generiche risulta:

$$\Delta w = w_{rr} + \frac{n-1}{r} w_r + \frac{1}{r^2} \Delta_{\mathbb{S}^{n-1}} w, \tag{5.11}$$

il termine $\Delta_{\mathbb{S}^{n-1}}$ è detto operatore di Laplace-Beltrami, ed è un mostro. Nel caso particolare di n=3 tale operatore prende la forma:

$$\Delta_{\mathbb{S}^{n-1}} = \Delta_{\mathbb{S}^2} = \frac{1}{(\sin \psi)^2} \frac{\partial^2}{\partial \theta^2} + \frac{\partial^2}{\partial \psi^2} + \frac{\cos \psi}{\sin \psi} \frac{\partial}{\partial \psi}.$$
 (5.12)

La cosa positiva è che stiamo studiando un tipo particolare di onde, quelle sferiche, dove w dipende solo dal raggio e dal tempo, non dagli angoli, per cui tutti quei termini si annullano.

L'equazione omogenea prende quindi la forma:

$$w_{tt} - c^2 \left(w_{rr} + \frac{2}{r} w_r + 0 \right) = 0. (5.13)$$

Quello che stiamo per fare funziona solo in dimensione 3 perché nella parentesi c'è il 2, che viene da n-1=3-1=2. La magia è che in questa dimensione l'equazione si può riscrivere come funzione di (rw). Moltiplichiamo per r:

$$rw_{tt} - c^2(rw_{rr} + 2w_r) = 0,$$

se chiamiamo v(r,t) = rw(r,t), allora:

$$\begin{aligned} v_{tt} &= rw_{tt} \\ v_r &= rw_r + w \\ v_{rr} &= rw_{rr} + w_r + w_r = rw_{rr} + 2w_r \end{aligned}$$

possiamo quindi riscrivere la (5.13) come:

$$(rw)_{tt} - c^2(rw)_{rr} = 0, (5.14)$$

cioè:

$$v_{tt} - c^2 v_{rr} = 0. (5.15)$$

È come studiare l'equazione in 1-dimensione, abbiamo quindi la formula di d'Alembert:

$$v(r,t) = F(r+ct) + G(r-ct),$$
 (5.16)

e infine tornando w:

$$w(r,t) = \underbrace{\frac{F(r+ct)}{r}}_{w_i(r,t)} + \underbrace{\frac{G(r-ct)}{r}}_{w_o(r,t)} = w_i(r,t) + w_o(r,t).$$
(5.17)

Qui r deve essere ≥ 0 , ed è una limitazione forte.

I due termini prendono i nomi di:

- outgoing wave, w_o è costante se $|\mathbf{x}| ct$ è costante, sono delle superfici sferiche con raggio che si allarga.
- incoming wave, w_i è costante se $|\mathbf{x}| + ct$ è costante. Anche qui sono sfere ma succede qualcosa di poco rassicurante, il raggio tende a 0 e diventa addirittura negativo, perde di significato. È indice di sorgenti all'infinito e spesso viene scartata ("condizione di radiazione").

5.4.1 Problemi ben posti: unicità.

Sia $Q_T = \Omega \times (0,T)$ il cilindro spazio-temporale, dove Ω è un dominio limitato di \mathbb{R}^n . I problemi hanno la forma:

$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 \Delta u = f & \text{in } Q_T \\ u(\mathbf{x}, 0) = g & \text{in } \overline{\Omega} \\ u_t(\mathbf{x}, 0) = h & \text{in } \overline{\Omega} \\ + & \text{condizioni al bordo} & \text{su } \partial\Omega \times (0, T) \end{cases}$$

$$(5.18)$$

Le condizioni al bordo possono essere Dirichlet, Neumann, Robin o miste, come già visto.

Anche in dimensione n > 1 ha importanza il **problema di Cauchy globale**, cioè con $\Omega = \mathbb{R}^n$:

$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 \Delta u = f & \text{in } \mathbb{R}^n \times (0, +\infty) \\ u(\mathbf{x}, 0) = g & \text{in } \mathbb{R}^n \\ u_t(\mathbf{x}, 0) = h & \text{in } \mathbb{R}^n \end{cases}$$
 (5.19)

Vedremo che per n=1,2,3 le soluzioni hanno proprietà molto diverse tra loro. Mostriamo ora un semplice risultato, che useremo subito dopo nel teorema per l'unicità. Usiamo il 'metodo dell'energia', definendo appunto l'energia tramite la formula:

$$E(t) = \frac{1}{2} \int_{\Omega} \left\{ u_t^2 + c^2 |\nabla u|^2 \right\} d\mathbf{x}, \tag{5.20}$$

Deriviamo rispetto al tempo e supponiamo di poter fare tutto in modo lecito, formalizzeremo dopo nell'enunciato del teorema:

$$\dot{E}(t) = \int_{\Omega} \left\{ u_t u_{tt} + c^2 \nabla u \cdot \nabla u_t \right\} d\mathbf{x}$$
$$= \int_{\Omega} u_t u_{tt} d\mathbf{x} + c^2 \int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla u_t d\mathbf{x} = (*),$$

il secondo termine si può integrare per parti:

$$\int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla u_t \ d\mathbf{x} = \int_{\partial \Omega} u_t u_{\nu} \ d\sigma - \int_{\Omega} u_t \underbrace{\operatorname{div}(\operatorname{grad} u)}_{\Delta u} \ d\mathbf{x},$$

sostituendo:

$$(*) = c^2 \int_{\partial \Omega} u_t u_{\nu} \ d\sigma + \int_{\Omega} u_t [\underbrace{u_{tt} - c^2 \Delta u}_f] d\mathbf{x},$$

otteniamo infine:

$$\dot{E}(t) = c^2 \int_{\partial\Omega} u_t u_{\nu} \, d\sigma + \int_{\Omega} u_t f \, d\mathbf{x}. \tag{5.21}$$

Teorema 5.1. Esiste al più una soluzione di (5.18) di classe $C^2(Q_T) \cap C^1(\overline{Q}_T)$.

DIMOSTRAZIONE. Siano u_1, u_2 due soluzioni di (5.18) con gli stessi dati iniziali e al bordo, allora $v = u_1 - u_2$ è soluzione dell'*omogeneo*, cioè con dati nulli. Dimostriamo che $v \equiv 0$.

• Caso di condizioni di Neumann/Dirichlet/misti.

Neumann garantisce che $v_{\nu} = 0$ su $\partial\Omega \times (0,T)$, Dirichlet dice che v = 0 su $\partial\Omega \times (0,T)$, cioè anche che $v_t = 0$ sul bordo nei punti in cui vale una condizione di Dirichlet. Essendo omogeneo, la f vale 0, pertanto in questo framework si annullano sempre tutti i termini della (5.21):

$$\dot{E}(t) = 0,$$

quindi è costante, in particolare è sempre uguale al suo valore iniziale:

$$E(t) = E(0) = \frac{1}{2} \int_{\Omega} \left\{ v_t^2(\mathbf{x}, 0) + c^2 |\nabla v(\mathbf{x}, 0)|^2 \right\} d\mathbf{x}.$$

Siccome siamo con condizioni iniziale nulle:

$$\begin{cases} v(\mathbf{x}, 0) = 0, & \text{in } \overline{\Omega} \\ v_t(\mathbf{x}, 0) = 0, & \text{in } \overline{\Omega} \end{cases}$$

la prima ci permette anche di concludere inizialmente il gradiente è il vettore nullo

$$\nabla v(\mathbf{x}, 0) = \mathbf{0}.$$

Quindi l'energia iniziale è nulla E(0) = 0 e pertanto, essendo costante:

$$E(t) = 0, \ \forall t.$$

Notiamo anche che l'integrale è la somma di due contributi non nulli. Affinché E(t) sia sempre nulla, deve per forza essere che entrambi i due integrali sono nulli^a:

$$\int_{\Omega} v_t^2 \equiv 0, \quad \int_{\Omega} |\nabla v|^2 \equiv 0, \quad \forall t,$$

essendo valida per ogni Ω e per ogni tempo, per forza $v_t = 0 = \nabla v$, cioè v è una quantità costante, e in particolare uguale alla condizione iniziale, che è nulla, come osservato. Quindi:

$$v = 0 \Rightarrow u_1 = u_2.$$

• Caso di condizioni di Robin.

Il problema ha la forma:

$$\begin{cases} v_{tt} - c^2 \Delta v = 0 \\ \partial_{\nu} v + \alpha v = 0 & \text{su } \partial \Omega \times (0, T), \ \alpha \ge 0 \\ v(\mathbf{x}, 0) = 0 & \text{in } \overline{\Omega} \\ v_t(\mathbf{x}, 0) = 0 & \text{in } \overline{\Omega} \end{cases}$$

Sappiamo già che E(0)=0 e che $E(t)\geq 0$, vediamo cosa succede questa volta alla derivata temporale di E(t):

$$\begin{split} \dot{E}(t) &= c^2 \int_{\partial\Omega} v_t \partial_{\pmb{\nu}} v \ d\sigma + \int_{\Omega} v_t f \ d\mathbf{x} \\ &= c^2 \int_{\partial\Omega} v_t (-\alpha v) \ d\sigma \qquad \qquad \text{(sostituendo la condizione)} \\ &= -c^2 \alpha \int_{\partial\Omega} v v_t \ d\sigma \\ &= -\frac{c^2 \alpha}{2} \int_{\partial\Omega} \partial_t \left(v^2 \right) \ d\sigma \qquad \qquad \text{(riconoscendo una derivata)} \\ &= -\frac{d}{dt} \int_{\partial\Omega} \frac{c^2 \alpha}{2} v^2 \ d\sigma, \qquad \qquad \text{(scambiando derivata e integrale)} \end{split}$$

allora:

$$E(t) + \frac{c^2 \alpha}{2} \int_{\partial \Omega} v^2 d\sigma = \text{costante} = 0.$$

Ragionando come prima si conclude analogamente, ricordando $\alpha \geq 0$.

Passiamo al problema di Cauchy globale.

Facciamo ora un'osservazione, ragionando in n=2. Supponiamo di star considerando una perturbazione governata da un'equazione delle onde omogenea $(f\equiv 0)$. Questa perturbazione è avertita nel punto \mathbf{x}_0 all'istante t_0 .

Ammesso che c sia la velocità di propagazione, possiamo intuire che c'è un intero cono, detto **cono** retrogrado, che influenza il valore di $u(\mathbf{x}_0, t_0)$

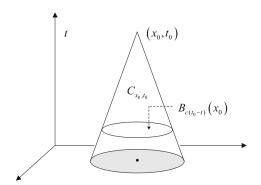


Figura 5.4: Cono retrogrado.

Il dominio di influenza all'istante t è $B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)$, cioè gli \mathbf{x} tali che $|\mathbf{x}-\mathbf{x}_0| \leq c|t-t_0|$, quelli che mi permettono di raggiungere quel punto. L'intero dominio di influenza è questo cono retrogrado:

$$C_{\mathbf{x}_0, t_0} = \{ (\mathbf{x}, t) : |\mathbf{x} - \mathbf{x}_0| \le c|t - t_0|, \ 0 \le t \le t_0 \}$$
(5.22)

^aNon può essere altrimenti: se uno desse contributo positivo, l'altro dovrebbe dare contributo negativo per compensare, ma danno entrambi contributo positivo.

Non possiamo aspettarci di definire un'energia esattamente come prima, perché essendo in $\Omega = \mathbb{R}^n$ gli integrali sarebbero illimitati. Vogliamo qualcosa di più limitato: integriamo su questi cerchi e otteniamo una specie di energia. Si definisce

$$e(t) = \frac{1}{2} \int_{B_{c(t_0 - t)}(\mathbf{x}_0)} \left[u_t^2 + c^2 |\nabla u|^2 \right] d\mathbf{x}$$
 (5.23)

TEOREMA 5.2. Se $u \in \mathbb{C}^2$ è soluzione del problema di Cauchy globale (5.19) con f = 0 (omogeneo), allora per ogni $t \in [0, t_0]$:

$$\dot{e}(t) \le 0. \tag{5.24}$$

Questo ci assicurerà l'unicità per il problema di Cauchy globale. Facciamo un richiamo di Analisi 2 che ci servirà nella dimostrazione del teorema.

NB. Dimostreremo che:

$$\frac{d}{dt} \int_{h(t)}^{f(t)} g(r,t) dr = g(f(t),t) \cdot f'(t) - g(h(t),t) \cdot h'(t) + \int_{h(t)}^{f(t)} g_t(r,t) dr.$$

Cominciamo applicando il teorema fondamentale del calcolo integrale, sottintendendo f = f(t) e h = h(t):

$$\frac{d}{dt} \int_{h(t)}^{f(t)} g(r,t)dr = \frac{d}{dt} [G(f,t) - G(h,t)]$$
$$= \frac{d}{dt} G(f,t) - \frac{d}{dt} G(h,t),$$

applichiamo la regola della catena e ricordiamo che è una derivata totale, infatti stiamo derivando totalmente G rispetto al tempo, ma il tempo compare sia dentro f che nella t al secondo argomento banalmente. Quindi ci sarà la somma di due termini per ogni derivata:

$$\begin{split} \frac{d}{dt}G(f,t) - \frac{d}{dt}G(h,t) &= g(f,t)\cdot f' + \frac{\partial}{\partial t}G(f,t) - g(h,t)\cdot h' - \frac{\partial}{\partial t}G(h,t) \\ &= g(f,t)\cdot f' - g(h,t)\cdot h' - \frac{\partial}{\partial t}[G(f,t) - G(h,t)]. \end{split}$$

L'ultimo termine si può scrivere come:

$$\frac{\partial}{\partial t}[G(f,t) - G(h,t)] = \frac{\partial}{\partial t} \int_{h}^{f} g(r,t) dr = \int_{h}^{f} g_{t}(r,t) dr,$$

in quanto il passaggio di integrazione con il TFCI si riferisce al primo argomento di g, mentre possiamo portare la derivata dentro all'integrale perché essa si riferisce al secondo argomento di g.

DIMOSTRAZIONE. Bisogna stare attenti perchè in (5.23) la t sta sia nel dominio di integrazione che nell'ingranda. Sfogliamo la cipolla^a:

$$e(t) = \frac{1}{2} \int_0^{c(t_0-t)} dr \int_{\partial B_r(\mathbf{x}_0)} \left[u_t^2 + c^2 |\nabla u|^2 \right] \ d\sigma.$$

Ricordando che:

$$\frac{d}{dt} \int_{a}^{f(t)} g(r,t)dr = g(f(t),t) \cdot f'(t) + \int_{a}^{f(t)} g_t(r,t)dr,$$

possiamo derivare e(t), ricordando che nel secondo termine l'integrale si può ricomporre:

$$\dot{e}(t) = \frac{1}{2} \int_{\partial B_{c(t_0 - t)}(\mathbf{x}_0)} \left[u_t^2 + c^2 |\nabla u|^2 \right] d\sigma \cdot \underbrace{\frac{d}{dt} c(t_0 - t)}_{2}$$

$$+\frac{1}{2}\int_{B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} \left[2u_t u_{tt} + 2c^2 \nabla u \cdot \nabla u_t \right] d\mathbf{x}.$$

Integriamo per parti il termine rosso:

$$\int_{B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} \nabla u \cdot \nabla u_t \ d\mathbf{x} = \int_{\partial B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} u_t \underbrace{u_{\boldsymbol{\nu}}}_{\nabla u \cdot \boldsymbol{\nu}} \ d\sigma - \int_{B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} u_t \underbrace{\Delta u}_{\operatorname{div}(\nabla u)} \ d\mathbf{x}$$

e usiamo l'equazione delle onde omogenea:

$$\begin{split} \dot{e}(t) &= \int_{B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} u_t (\overbrace{u_{tt} - c^2 \Delta u}) d\mathbf{x} \\ &\quad - \frac{c}{2} \int_{\partial B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} \left[u_t^2 + c^2 |\nabla u|^2 \right] \ d\sigma + c^2 \int_{\partial B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} u_t \partial_{\boldsymbol{\nu}} u \ d\mathbf{x} \\ &= - \frac{c}{2} \int_{\partial B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} \left[u_t^2 + c^2 |\nabla u|^2 - 2c \ u_t \partial_{\boldsymbol{\nu}} u \right] d\sigma \\ &\leq - \frac{c}{2} \int_{\partial B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} \left[u_t^2 + c^2 |\nabla u|^2 - 2c |u_t| |\nabla u| \right] d\sigma \\ &= - \frac{c}{2} \int_{\partial B_{c(t_0-t)}(\mathbf{x}_0)} \left[|u_t| - c |\nabla u| \right]^2 d\sigma \leq 0. \end{split}$$

Nell'effettuare la maggiorazione abbiamo usato che:

$$|u_t \partial_{\boldsymbol{\nu}} u \leq |u_t \partial_{\boldsymbol{\nu}} u| = |u_t| |\partial_{\boldsymbol{\nu}} u| = |u_t| |\nabla u \cdot \boldsymbol{\nu}| \leq |u_t| |\nabla u| \underbrace{|\boldsymbol{\nu}|}_{1}.$$

 $^a\mathrm{Cit.}$ Gianmaria Verzini.

Corollario.

Se $u \in C^2(\mathbb{R}^n \times [0, +\infty))$ è soluzione di problema di Cauchy globale, allora:

- 1. se $g \equiv h \equiv 0$ sulla palla iniziale $B_{ct_0}(\mathbf{x}_0)$ e $f \equiv 0$ su $C_{\mathbf{x}_0,t_0}$ allora $u \equiv 0$ su $C_{\mathbf{x}_0,t_0}$;
- 2. l'eventuale soluzione è unica.

Lezione 19 (13/04/2021)

5.5 Problema di Cauchy globale (n = 2, n = 3)

Riprendiamo e risolviamo il Problema di Cauchy globale

(PCG)
$$\begin{cases} u_{tt} - c^2 \Delta u = 0 & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3, t > 0 \\ u(\mathbf{x}, 0) = g(\mathbf{x}) & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3 \\ u_t(\mathbf{x}, 0) = h(\mathbf{x}) & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3 \end{cases}$$

sappiamo già che la soluzione nella classe $C^2\left(\mathbb{R}^3\times[0,+\infty)\right)$ è unica, dobbiamo dimostrarne l'esistenza.

OSSERVAZIONE. In n=1 la formula di d'Alembert per lo stesso problema forniva la soluzione:

$$u(x,t) = \frac{1}{2} [g(x+ct) + g(x-ct)] + \underbrace{\frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} h(y) dy}_{w_h}$$
 (5.25)

ma \boldsymbol{w}_h soddisfa il (PCG) con profilo iniziale nullo e impulso iniziale h

$$w_h(x,0) = 0,$$

$$\partial_t w_h(x,0) = h(x).$$

calcolando

$$\partial_t w_h(x,t) = \frac{1}{2c} [h(x+ct)c + ch(x-ct)] = \frac{1}{2} [h(x+ct) + h(x-ct)]$$

ottengo un'espressione identica al primo termine di (5.25), con h al posto di g.

Allora posso riscrivere la formula di d'Alembert nel seguente modo

$$u(x,t) = \partial_t w_a(x,t) + w_h(x,t)$$

questa struttura della soluzione vale in ogni dimensione.

Teorema 5.3 — Lemma A. Se w_g è sufficientemente regolare (qui ad esempio basta C^3) allora $v = \partial_t w_g$ è soluzione di:

$$\begin{cases} \partial_{tt} v - c^2 \Delta v = 0 & \text{in } \mathbb{R}^n \times (0, +\infty) \\ v(\mathbf{x}, 0) = g(\mathbf{x}) & \text{in } \mathbb{R}^n \\ v_t(\mathbf{x}, 0) = 0 & \text{in } \mathbb{R}^n \end{cases}$$

Di conseguenza, la soluzione di (PCG) è data da:

$$u = v + w_h$$
$$= \partial_t w_a + w_h.$$

Questo vale in qualunque dimensione.

DIMOSTRAZIONE. Deriviamo l'equazione delle onde rispetto a t ipotizzando w_g sufficientemente regolare da giustificare gli scambi di derivate:

$$0 = \partial_t \left(\partial_{tt} w_g - c^2 \Delta w_g \right) = \left(\partial_{tt} - c^2 \Delta \right) \partial_t w_g = \left(\partial_{tt} - c^2 \Delta \right) v,$$

quindi v è soluzione dell'equazione delle onde. Verifichiamo i dati iniziali:

$$v(\mathbf{x}, 0) = \partial_t w_g(\mathbf{x}, 0) = g(x),$$

$$v_t(\mathbf{x}, 0) = \partial_{tt} w_g(\mathbf{x}, 0) = c^2 \Delta w_g(\mathbf{x}, 0) = 0.$$

Di conseguenza, per risolvere il problema di Cauchy globale, mi basta risolverlo con g = 0 e h qualunque.

5.5.1 Caso n = 3

D'ora in poi omettiamo il pedice in w_h per comodità.

$$\begin{cases} w_{tt} - c^2 \Delta w = 0 & \text{in } \mathbb{R}^3 \times (0, +\infty) \\ w(\mathbf{x}, 0) = 0 & \text{in } \mathbb{R}^3 \\ w_t(\mathbf{x}, 0) = h(\mathbf{x}) & \text{in } \mathbb{R}^3 \end{cases}$$

La strategia risolutiva si compone di due passi:

1. Risolvo nel caso particolare:

$$h(\mathbf{x}) = \delta_3(\mathbf{x})$$

2. Risolvo nel caso generale con:

$$h(\mathbf{x}) = \int_{\mathbb{R}^3} \delta_3(\mathbf{x} - \mathbf{y}) h(\mathbf{y}) d\mathbf{y}$$

Passo 1.

Caso $h(\mathbf{x}) = \delta_3(\mathbf{x})$. La soluzione corrispondente che costruiamo si chiama **soluzione fondamentale dell'equazione delle onde** in n = 3. Per risolvere cerchiamo di approssimare prima la delta con un'altra funzione: dall'equazione del calore sappiamo che, con $D = 1, t = \varepsilon$ la soluzione fondamentale in n = 3 è:

$$\Gamma(\mathbf{x}, \varepsilon) = \frac{1}{(4\pi\varepsilon)^{3/2}} \exp\left\{-\frac{|\mathbf{x}|^2}{4\varepsilon}\right\} \xrightarrow{\varepsilon \to 0^+} \delta_3(\mathbf{x}).$$

Sia $w_{\varepsilon}(\mathbf{x},t)$ la soluzione di

$$(P_{\varepsilon}) \begin{cases} \partial_{tt} w_{\varepsilon} - c^2 \Delta w_{\varepsilon} = 0 & \text{in } \mathbb{R}^3 \times (0, +\infty) \\ w_{\varepsilon}(\mathbf{x}, 0) = 0 & \text{in } \mathbb{R}^3 \\ \partial_t w_{\varepsilon}(\mathbf{x}, 0) = \Gamma(\mathbf{x}, \varepsilon) & \text{in } \mathbb{R}^3 \end{cases}$$

Notiamo che P_{ε} ha soluzione unica e che Γ è a **simmetria radiale** (invariante per rotazioni in \mathbb{R}^3). Per l'unicità della soluzione possiamo scrivere:

$$w_{\varepsilon}(\mathbf{x},t) = w_{\varepsilon}(r,t), \quad r = |\mathbf{x}|$$

quindi la soluzione è un'onda sferica. Ma abbiamo visto che le onde sferiche in tre dimensioni hanno una forma particolare, data dalla **formula di Laplace**, sovrapposizione di due onde progressive (una che si allontana dall'origine e una che vi si avvicina) smorzate dal fattore 1/r. La forma generale della w_{ε} è:

$$w_{\varepsilon}(r,t) = \frac{F(r-ct)}{r} + \frac{G(r+ct)}{r}$$

Non ci resta che imporre i dati iniziali per determinare $F \in G$. Cominciamo imponendo il dato a t = 0:

$$w_{\varepsilon}(r,0) = 0 \Rightarrow F(r) + G(r) = 0 \Rightarrow G = -F,$$

calcoliamo la derivata nel tempo:

$$\partial_t w_{\varepsilon}(x,t) = \frac{1}{r} \{ -cF'(r-ct) - cF'(r+ct) \},$$

e imponiamola in t=0:

$$\partial_t w_{\varepsilon}(r,0) = -\frac{2c}{r} F'(r) = \Gamma(r,\varepsilon) = \frac{1}{(4\pi\varepsilon)^{3/2}} \exp\left\{-\frac{r^2}{4\varepsilon}\right\},$$

allora:

$$F'(r) = -\frac{r}{2c}\Gamma(x,\varepsilon),$$

quest'equazione ci darà F a meno di una costante additiva. Tuttavia, essendo G = -F, la costante si eliderà in ogni caso alla fine.

$$F(r) = \int_0^r -\frac{s}{2c(4\pi\varepsilon)^{3/2}} e^{-\frac{s^2}{4\varepsilon}} ds$$
$$= \frac{1}{4\pi c\sqrt{4\pi\varepsilon}} \left[e^{-\frac{s^2}{4\varepsilon}} \right]_0^r$$
$$= \frac{1}{4\pi c\sqrt{4\pi\varepsilon}} \left[e^{-\frac{r^2}{4\varepsilon}} - 1 \right].$$

Concludendo:

$$w_{\varepsilon}(r,t) = \frac{1}{4\pi cr} \left\{ \frac{1}{\sqrt{4\pi\varepsilon}} e^{-\frac{(r-ct)^2}{4t}} - \frac{1}{\sqrt{4\pi\varepsilon}} e^{-\frac{(r+ct)^2}{4t}} \right\},\,$$

ora facendo limite per $\varepsilon \to 0^+$:

$$\frac{1}{\sqrt{4\pi\varepsilon}}e^{-\frac{(r+ct)^2}{4t}} \to 0$$

$$\frac{1}{\sqrt{4\pi\varepsilon}}e^{-\frac{(r-ct)^2}{4t}} \text{ è la soluzione fondamentale del calore in } n=1$$

quindi⁴

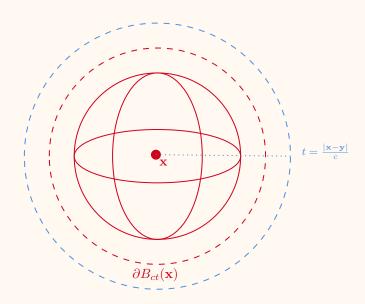
$$w_{\varepsilon}(r,t) \to \frac{\delta(r-ct)}{4\pi cr}, \quad \delta_1 = \delta$$

Se $h(\mathbf{x}) = \delta_3(\mathbf{x} - \mathbf{y})$ allora $r = |\mathbf{x} - \mathbf{y}|$ e la soluzione fondamentale diventa:

$$K(\mathbf{x}, \mathbf{y}, t) = \frac{\delta(|\mathbf{x} - \mathbf{y}| - ct)}{4\pi c|\mathbf{x} - \mathbf{y}|}$$
(5.26)

Osservazione. Il supporto di K per ogni t è:

$$\partial B_{ct}(x) = \{ \mathbf{y} : |\mathbf{x} - \mathbf{y}| = ct \}, \tag{5.27}$$



al variare del tempo ho delle onde sferiche con supporto sul bordo della palla di centro \mathbf{x} e raggio ct: un osservatore posto in \mathbf{y} avvertirà la perturbazione solo all'istante:

$$t = \frac{|\mathbf{x} - \mathbf{y}|}{c},$$

quindi:

$$\bigcup_{t>0} \partial B_{ct}(\mathbf{x}) = \partial C_{(\mathbf{x},0)}^* \tag{5.28}$$

prende il nome di **cono caratteristico in avanti**, è il dominio di influenza del punto \mathbf{x} . Una conseguenza di quest'osservazione è che in dimensione n=3 esistono i **segnali sharp** (istantanei).

Passo 2

Sia $h = h(\mathbf{x})$ qualunque. Scriviamo h come sovrapposizione di impulsi:

$$h(\mathbf{x}) = \int_{\mathbb{R}^3} \delta_3(\mathbf{x} - \mathbf{y}) h(\mathbf{y}) d\mathbf{y},$$

o più formalmente:

$$\langle \delta_3(\mathbf{x} - \cdot), h \rangle = h(\mathbf{x}).$$

Per il **Passo** 1 a $\delta_3(\mathbf{x} - \mathbf{y})$ corrisponde la soluzione:

$$K(\mathbf{x}, \mathbf{y}, t) = \frac{\delta(|\mathbf{x} - \mathbf{y}| - ct)}{4\pi c |\mathbf{x} - \mathbf{y}|}.$$

⁴Prestare attenzione al fatto che la delta ora è unidimensionale.

Se non uso un impulso unitario ma un impulso di intensità $h(\mathbf{y})$ la soluzione diventa:

$$K(\mathbf{x}, \mathbf{y}, t)h(\mathbf{y}).$$

Se uso h espressa come somma di tutti gli impulsi mi basta fare l'integrale:

$$w_h(\mathbf{x},t) = \int_{\mathbb{R}^3} K(\mathbf{x},\mathbf{y},t) h(\mathbf{y}) d\mathbf{y} = \int_{\mathbb{R}^3} \frac{\delta(|\mathbf{x}-\mathbf{y}|-ct)}{4\pi c |\mathbf{x}-\mathbf{y}|} h(\mathbf{y}) d\mathbf{y} = (*)$$

passando in **coordinate polari** ($|\mathbf{x} - \mathbf{y}| = r$) e usando una sorta di teorema di Fubini in coordinate polari:

$$(*) = \int_0^{+\infty} \frac{\delta(r - ct)}{4\pi cr} dr \int_{\partial B_r(\mathbf{x})} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma} = (**)$$

OSSERVAZIONE. Ricordiamo che, per definizione della delta:

$$\int_{0}^{+\infty} \delta(r - ct) f(r) dr = f(ct). \tag{5.29}$$

Nel nostro caso possiamo scrivere:

$$(**) = \int_0^{+\infty} \delta(r - ct) \underbrace{\left[\frac{1}{4\pi cr} \int_{\partial B_r(\mathbf{x})} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma} \right]}_{f(r)} dr,$$

applicando la formula $(5.29)^5$:

$$w_h(\mathbf{x},t) = \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma} = t \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma}.$$

Теогема 5.4 — Formula di Kirchoff. Siano $g \in C^3(\mathbb{R}^3)$, $h \in C^2(\mathbb{R}^3)$. Allora:

$$u(\mathbf{x},t) = \frac{\partial}{\partial t} \left[\frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} g(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma} \right] + \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma}$$
 (5.30)

è l'unica soluzione $u \in C^2\left(\mathbb{R}^3 \times [0, +\infty)\right)$ del (PCG).

DIMOSTRAZIONE. Poiché $g \in C^3(\mathbb{R}^3)$ la funzione

$$w_g(\mathbf{x}, t) = \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} g(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma}$$

soddisfa le ipotesi del Lemma A 5.3 e quindi è sufficiente controllare che

$$w_h(\mathbf{x},t) = \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma}$$

soddisfa l'equazione delle onde e le condizioni iniziali e al bordo

$$w_h(\mathbf{x}, 0) = 0,$$

 $\partial_t w_h(\mathbf{x}, 0) = h(\mathbf{x}).$

Notiamo che $h \in C^2(\mathbb{R}^3) \Rightarrow w_h \in C^2(\mathbb{R}^3 \times [0, +\infty)).$

 $^{^{5}}$ Il simbolo f indica il valor medio sulla superficie della sfera.

Effettuando il cambio di variabili

$$\sigma = \mathbf{x} + ct\mathbf{w}, \quad \mathbf{w} \in \partial B_1(\mathbf{0}), \quad d\sigma = c^2 t^2 d\mathbf{w}$$

possiamo scrivere

$$w_h(\mathbf{x},t) = \frac{t}{4\pi} \int_{\partial B_1(\mathbf{0})} h(\mathbf{x} + ct\mathbf{w}) d\mathbf{w}.$$

Cominciamo coi dati iniziali

$$\begin{split} w_h(\mathbf{x},0) &= 0, \\ \partial_t w_h(\mathbf{x},t) &= \frac{1}{4\pi} \int_{\partial B_1(\mathbf{0})} h(\mathbf{x} + ct\mathbf{w}) d\mathbf{w} + \frac{ct}{4\pi} \int_{\partial B_1(\mathbf{0})} \nabla h(\mathbf{x} + ct\mathbf{w}) \cdot \mathbf{w} d\mathbf{w}, \\ \partial_t w_h(\mathbf{x},0) &= h(\mathbf{x}). \end{split}$$

Per quanto riguarda l'equazione osserviamo che:

$$\frac{ct}{4\pi} \int_{\partial B_{1}(\mathbf{0})} \nabla h(\mathbf{x} + ct\mathbf{w}) \cdot \mathbf{w} d\mathbf{w} = \frac{1}{4\pi ct} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} \partial_{\nu} h(\boldsymbol{\sigma}) \boldsymbol{\sigma} \qquad \text{(divergenza)}$$

$$= \frac{1}{4\pi ct} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} \Delta h(\mathbf{y}) d\mathbf{y} \qquad \text{(Gauss)}$$

$$= \frac{1}{4\pi ct} \int_{0}^{ct} dr \int_{\partial B_{ct}} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma}, \qquad \text{(coord. polari)}$$

quindi:

$$\partial_{tt} w_h(\mathbf{x}, t) = \underbrace{\frac{c}{4\pi} \int_{\partial B_1(\mathbf{0})} \nabla h(\mathbf{x} + ct\mathbf{w}) \cdot \mathbf{w} d\mathbf{w}}_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} - \underbrace{\frac{1}{4\pi ct^2} \int_{B_{ct}(\mathbf{x})} \Delta h(\mathbf{y}) d\mathbf{y}}_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} + \underbrace{\frac{\cancel{e}}{4\pi \cancel{e}t} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})} \Delta h(\mathbf{\sigma}) d\mathbf{\sigma}}_{\partial B_{ct}(\mathbf{x})},$$

i primi due termini sono uguali (si vede svolgendo i passaggi di prima per tornare indietro), pertanto:

$$\partial_{tt} w_h(\mathbf{x}, t) = \frac{1}{4\pi t} \int_{\partial B_{\sigma t}(\mathbf{x})} \Delta h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma}.$$

Calcoliamo il laplaciamo:

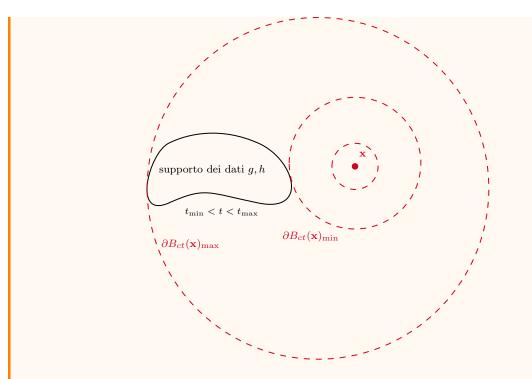
$$\Delta w_h(\mathbf{x}, t) = \frac{t}{4\pi} \int_{\partial B_1(\mathbf{0})} \Delta h(\mathbf{x} + ct\mathbf{w}) d\mathbf{w}$$
$$= \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{\partial B_2(\mathbf{x})} \Delta h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma},$$

ma allora:

$$\partial_{tt} w_h - c^2 \Delta w_h = 0.$$

Osservazione — In \mathbb{R}^3 . Supponiamo di essere in \mathbf{x} e interpretiamo $u(\mathbf{x},t)$ come perturbazione avvertita in \mathbf{x} al tempo t:

106 Capitolo 5. Le onde



La formula di Kirchoff ci dice che la perturbazione dipende dai valori di g ed h su $\partial B_{ct}(\mathbf{x})$.

Se t è piccolo non avverto nulla, il tempo minimo per cui avvertirò la perturbazione sarà nell'istante t_{\min} quando il bordo della sfera interseca per la prima volta il supporto, fino all'istante t_{\max} oltre al quale non avvertirò più nulla. Questo fenomeno prende il nome di **principio di Huygens forte** (esistenza di segnali Sharp).

5.5.2 Caso n = 2

Risolviamo il problema di Cauchy globale in dimensione n=2:

$$(PCG_2) \begin{cases} u_{tt} - c^2 \Delta u = 0 & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^2, \ t > 0, \ \mathbf{x} = \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} \\ u(\mathbf{x}, 0) = 0 & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^2 \\ u_t(\mathbf{x}, 0) = h(\mathbf{x}) & \mathbf{x} \in \mathbb{R}^2 \end{cases}$$

utilizzando il metodo della **discesa di Hadamard**: considero (PCG_2) come un problema in dimensione 3:

$$(\mathbf{x}, x_3) \in \mathbb{R}^3, \ h(\mathbf{x}, x_3) = h(\mathbf{x}) \tag{5.31}$$

Cerco $w = w(\mathbf{x}, x_3)$ soluzione di

$$\begin{cases} w_{tt} - c^2 \Delta_3 w(\mathbf{x}, x_3) = 0 & \text{in } \mathbb{R}^3, \ t > 0 \\ w(\mathbf{x}, x_3, 0) = 0 \\ w_t(\mathbf{x}, x_3, 0) = h(\mathbf{x}) \end{cases}$$

questo problema lo so risolvere grazie alla formula di Kirchoff

$$w(\mathbf{x}, x_3, t) = \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{\partial B_{ct}(\mathbf{x}, x_3)} h(\boldsymbol{\sigma}) d\boldsymbol{\sigma} d\sigma_3, \quad \boldsymbol{\sigma} = (\sigma_1, \sigma_2)$$

devo far vedere che in realtà $w(\mathbf{x}, x_3) = w(\mathbf{x})$, cioè che non c'è reale dipendenza da x_3 .

Osservo che la superficie sferica $\partial B_{ct}(\mathbf{x}, x_3)$ è unione dei due emisferi di equazione:

$$y_3 = F_{\pm}(\mathbf{y}) = x_3 \pm \sqrt{c^2 t^2 - r^2}$$

dove

$$r^2 = |\mathbf{x} - \mathbf{y}|^2 = (x_1 - y_1)^2 + (x_2 - y_2)^2.$$

Su entrambi gli emisferi $(d\mathbf{y} = dy_1 dy_2)$

$$d\sigma = \sqrt{1 + |\nabla F_{\pm}(\mathbf{y})|^2} d\mathbf{y} = \sqrt{1 + \frac{r^2}{c^2 t^2 - r^2}} d\mathbf{y} = \frac{ct}{\sqrt{c^2 t^2 - r^2}} d\mathbf{y}$$

quindi

$$w\left(\mathbf{x}, \mathbf{y}_{3}, t\right) = \frac{1}{2\pi c} \int_{B_{ct}(\mathbf{x})} \frac{h(\mathbf{y})}{\sqrt{c^{2}t^{2} - |\mathbf{x} - \mathbf{y}|^{2}}} d\mathbf{y}$$

non dipende da x_3 ! Allora usando ancora una volta il Lemma A 5.3 otteniamo il seguente teorema.

Теогема 5.5 — Formula di Poisson. Siano $g \in C^3(\mathbb{R}^2)$ е $h \in C^2(\mathbb{R}^2)$. Allora:

$$u(\mathbf{x},t) = \frac{1}{2\pi c} \left\{ \frac{\partial}{\partial t} \int_{B_{ct}(\mathbf{x})} \frac{g(\mathbf{y})}{\sqrt{c^2 t^2 - |\mathbf{x} - \mathbf{y}|^2}} d\mathbf{y} + \int_{B_{ct}(\mathbf{x})} \frac{h(\mathbf{y})}{\sqrt{c^2 t^2 - |\mathbf{x} - \mathbf{y}|^2}} d\mathbf{y} \right\}$$
(5.32)

è l'unica soluzione $\in C^2\left(\mathbb{R}^2\times[0,+\infty)\right)$ del PGC_2 .

Una differenza fondamentale è che gli integrali sono su tutta la sfera piena, non solo sulla superficie come in tre dimensioni: dopo $t_{\rm max}$ continuo a percepire la perturbazione. Di conseguenza il principio di Huygens forte non vale in dimensione 2 e non esistono segnali istantanei.

Il fenomeno si può osservare ponendo un turacciolo in acqua calma e lasciando cadere un sasso poco distante. Il tappo rimane in quiete fino all'arrivo del primo fronte d'onda ma persiste nell'oscillazione anche dopo che questo è passato.

Parte II Analisi Funzionale

Capitolo 1

Introduzione

Lezione 1 (25/02/2021)

Sia X spazio vettoriale normato reale, stiamo chiedendo due cose: combinazioni lineari e la presenza di una norma. Una norma è un operatore $\|\cdot\|: X \to \mathbb{R}$ tale che

- $||x|| \ge 0, \forall x \in X \in ||x|| = 0 \Leftrightarrow x = 0$
- $\|\lambda x\| = |\lambda| \|x\|, \forall x \in X, \forall \lambda \in \mathbb{R}$
- $||x + y|| \le ||x|| + ||y||$

La norma permette di definire

- la distanza dist(x,y) = ||x y||
- le palle aperte $B_r(x) = \{ y \in X : ||x y|| < r \}$
 - la topologia (aperto, chiuso, ...)

NB. In $\dim(X) = +\infty$ la nozione di compatto è solo quella definizione

chiuso e limitato $\Rightarrow K$ compatto

La completezza di uno spazio è importante per costruire successioni approssimanti di una soluzione che tendano effettivamente a qualcosa.

Sia $\{x_n\}_n \subset X$ successione.

DEFINIZIONE 1.1. Definiamo la convergenza e la continuità

- 1. $x_n \to \overline{x}$ per $x \to +\infty$ se $||x_n \overline{x}|| \to 0$
- 2. avendo la convergenza, possiamo definire la continuità

 $f: X \to Y$ è continua se $x_n \to \overline{x} \Rightarrow f(x_n) \to f(\overline{x})$

Esercizio. Dimostrare che la norma $\|\cdot\|$ è una funzione continua

DEFINIZIONE 1.2. $\{x_n\}_{n\in\mathbb{N}}\subset X$ si dice di Cauchy (o fondamentale) se

$$||x_n - x_m|| \to 0 \quad \text{per } n, m \to \infty$$

 $\{x_n\}_n$ convergente $\Rightarrow \{x_n\}_n$ è di Cauchy, infatti

$$0 \le ||x_n - x_m|| = ||x_n - \overline{x} + \overline{x} - x_m|| \le ||x_n - \overline{x}|| + ||\overline{x} - x_m|| \to 0$$

questa è la parte inutile, è più utile il contrario, vedere il comportamento delle approssimazioni dedurre se c'è convergenza a qualcosa! In generale non è vero che una successione di Cauchy è convergente, per questo motivo lavoriamo in Spazi di Banach.

Definizione 1.3. Se "di Cauchy" implica convergente, allora X è completo.

Definizione 1.4. X si dice Spazio di Banach se è uno spazio vettoriale normato e completo rispetto a quella norma.

Esempi di spazi di Banach.

- \mathbb{R}^n con la norma euclidea è completo
- $L^p(\Omega), \Omega \subset \mathbb{R}^n$ dominio¹ con la norma

$$||u||_{L^p(\Omega)} = \left(\int_{\Omega} |u|^p dx\right)^{1/p} \quad 1 \le p < \infty$$

• $C(\overline{\Omega})$, con Ω limitato con la norma

$$\|u\|_{C(\overline{\Omega})} = \max_{\overline{\Omega}} |u|$$

DEFINIZIONE 1.5. Supponiamo di avere due norme $\|\cdot\|_1 : X \to \mathbb{R}$, $\|\cdot\|_2 : X \to \mathbb{R}$. Si dicono **equivalenti** se inducono la stessa convergenza, cioè se $\exists 0 < c_1 \le c_2$, non dipendenti da x, tali che

$$c_1 ||x||_1 \le ||x||_2 \le c_2 ||x||_1 \quad \forall x \in X$$

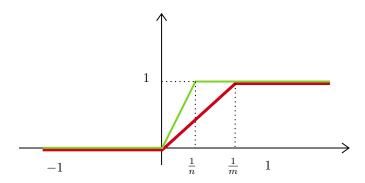
NB. In \mathbb{R}^n non abbiamo insistito su questa cosa perché tutte le norme sono equivalenti, gli spazi sono tutti isomorfi.

Esempio.

$$X = C([-1,1]) \subset L^2(-1,1)$$
. In X uso $||v||_2 = \left(\int_{-1}^1 v^2(x)dx\right)^{1/2}$

Consideriamo la seguente successione

$$v_n(x) = \begin{cases} 0, & -1 \le x \le 0 \\ nx, & 0 \le x \le \frac{1}{n} \\ 1, & \frac{1}{n} \le x \le 1 \end{cases}$$



Verifichiamo che è di Cauchy, supponiamo $m \leq n$

$$||v_n - v_m||_2^2 = \int_{-1}^1 (v_n(x) - v_m(x))^2 dx$$

$$= \int_{-1}^{0} + \int_{0}^{1/n} + \int_{1/n}^{1/m} + \int_{1/m}^{1/m}$$

$$= \int_{0}^{1/n} (n - m)^2 x^2 dx + \int_{1/n}^{1/m} (1 - mx)^2 dx \to 0$$

¹cioè aperto e connesso.

È convergente a Heaviside, ma non è continua, quindi è fuori dallo spazio delle funzioni continue.

Se inoltre consideriamo la norma solita delle funzioni continue notiamo che

$$||v_n - v_m||_{C([-1,1])} = \max_{x \in [-1,1]} (v_n(x) - v_m(x)) = 1 - \frac{m}{n} \to 0$$

per $n, m \to \infty$, infatti se scegliamo n = 2m il limite tenderebbe a 1/2.

In questo esempio:

- La successione è di Cauchy ma non converge
- Lo spazio con $\|\cdot\|_2$ non è completo
- $\|\cdot\|_2$ e $\|\cdot\|_C$ non sono equivalenti

Definizione 1.6 — Prodotto scalare. $(\cdot,\cdot): X \times X \to \mathbb{R}$ tale che

- $(v, v) \ge 0$ e $(v, v) = 0 \Leftrightarrow v = 0$ $(u, v) = (v, u), \forall u, v \in X$ $(\lambda_1 u_1 + \lambda_2 u_2, v) = \lambda_1(u_1, v) + \lambda_2(u_2, v), \forall \lambda_1, \lambda_2 \in \mathbb{R}, \forall u_1, u_2, v \in X$

DEFINIZIONE 1.7. Norma indotta dal prodotto scalare

$$||v|| = \sqrt{(v, v)}$$

Esercizio. Verificare che il prodotto scalare è continuo rispetto alla norma indotta e che ||·|| è una

Teorema 1.8. Alcune proposizioni

- 1. Cauchy-Schwarz $|(u,v)| \leq ||u|| \cdot ||v||$
- 2. Identità del parallelogramma $\|u+v\|^2 + \|u-v\|^2 = 2\|u\|^2 + 2\|v\|^2$, vale solo se la norma è indotta da un prodotto scalare

DEFINIZIONE 1.9. Uno spazio vettoriale X, con prodotto scalare, che sia completo rispetto alla norma indotta dal prodotto scalare si dice Spazio di Hilbert.

Esempi.

 $\mathbb{R}^n, L^2(\Omega)$ con la norma $(u, v)_{L^2(\Omega)} = \int_{\Omega} uv dx$

In uno spazio con prodotto scalare possiamo definire l'ortogonalità

$$u \perp v \Leftrightarrow (u, v) = 0$$

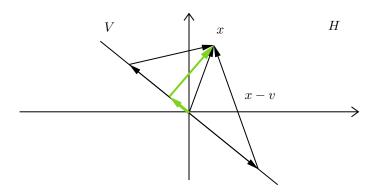
Approssimazione di vettori 1.1

Chiameremo H un generico spazio di Hilbert. Considerando H e $V \subset H$ sottospazio², $x \in H$, vogliamo trovare il vettore di V che meglio approssima x. Stiamo cercando $\overline{v} \in V$ tale che

$$||x - \overline{v}|| = \inf_{v \in V} ||x - v||$$

^ala somma dei quadrati sulle diagonali è uguale alla somma dei quadrati su tutti i lati.

 $^{^{2}}u, v \in V \Rightarrow \lambda u + \mu v \in V.$



 \overline{v} è la proiezione su V di x, che indicheremo come $P_V x$, è l'elemento di minima distanza (se esiste).

- in dim $< +\infty$ esiste sempre (Gram-Schmidt).
- in $\dim = \infty$ non è detto, servono ipotesi in più.

Nel caso di prima possiamo approssimare Heaviside con le approssimanti introdotte, ma non c'è la migliore, questo ci dice che le funzioni continue non sono un sottospazio chiuso.

ТЕОREMA 1.10 — delle Proiezioni. Sia H di Hilbert, V sottospazio vettoriale di H chiuso^a, $x \in H$. Allora $\exists ! P_V x \in V$ tale che

$$||P_V x - x|| = \inf_{v \in V} ||v - x||$$

Lezione Verzini 2 (04/03/2021)

Inoltre:

1. $x \in V \Leftrightarrow x = P_V x$

2. Definendo $Q_V x = x - P_V x \Rightarrow (Q_V x, v) = 0 \ \forall v \in V$ $(\Longrightarrow \|x\|^2 = \|P_V x\|^2 + \|Q_V x\|^2 \text{ teorema di Pitagora})$ cioè $Q_V x \in V^{\perp}$

NB. Se $\dim H = +\infty$ non è detto che i sottospazi siano chiusi, a differenza di spazi a dimensione finita, però se

$$\dim V < +\infty, \ V \subset H \ \Rightarrow V$$
 chiuso

e in ogni caso V^{\perp} è chiuso.

DIMOSTRAZIONE — Teorema delle Proiezioni. • Esistenza

$$d = \inf_{v \in V} \|v - x\|, \ d \ge 0$$

ovvero, per definizione di inf

- 1. $||v x|| \ge d, \ \forall v \in V$
- 2. $\forall \varepsilon \ \exists v_{\varepsilon} \in V \text{ tale che } ||v_{\varepsilon} x|| \leq d + \varepsilon$

uso la definizione per costruire una "successione minimizzante"

$$(v_n)_{n\in\mathbb{N}}\subset V:\ d\leq ||x-v_n||\leq d+\frac{1}{n}\ \left(\varepsilon=\frac{1}{n},\ n\in\mathbb{N}\right)$$
 (1.1)

voglio dimostrare che la successione converga, ma per farlo prima devo dimostrare che è una

 $[^]a\mathrm{in}$ senso topologico, deve contenere tutti i suoi punti di frontiera.

successione di Cauchy. Uso l'identità del parallelogramma riscritta nel seguente modo

$$||a - b||^2 = 2||a||^2 + 2||b||^2 - ||a + b||^2$$

con $a=v_n-x,\,b=v_m-x,$ i termini dell'identità diventano:

$$||a - b||^2 = ||v_n - v_m||^2$$

$$||a + b||^2 = ||v_n + v_m - 2x||^2 = 4 \left| \left| \underbrace{\frac{v_n + v_m}{2}}_{\in V} - x \right| \right|^2 \ge 4d^2$$

dove l'ultima disuguaglianza vale perché $||v-x|| \ge d$, $\forall v \in V$ (definizione di inf) e $\frac{v_n + v_m}{2} \in V$, essendo V un sottospazio.

La norma di a e di b tenderà a d per il teorema dei carabinieri e per (1.1). Sostituendo nell'identità

$$0 \le \|v_n - v_m\|^2$$

$$= 2\|v_n - x\|^2 + 2\|v_m - x\|^2 - 4\left\|\frac{v_n + v_m}{2} - x\right\|^2$$

$$\le 2\|v_n - x\|^2 + 2\|v_m - x\|^2 - 4d^2$$

$$\xrightarrow[n, m \to \infty]{} 2d^2 + 2d^2 - 4d^2 = 0$$

Quindi la mia successione minimizzante è di Cauchy. Ma poiché H è di Hilbert, ogni successione di Cauchy è convergente

$$v_n \xrightarrow{n \to \infty} \overline{v} \in H$$

e poiché V è chiuso, $\overline{v} \in V$. Allora prendendo la definizione della mia successione

$$d \le ||x - v_n|| \le d + \frac{1}{n}$$

e facendone il limite per $n \to \infty$ ottengo^a

$$d \le ||x - \overline{v}|| \le d$$

Definisco la proiezione di x su V: $P_V x = \overline{v}$

• Unicità

Per assurdo

$$\overline{v}, \overline{w} \in V, \quad \|\overline{v} - x\| = \|\overline{w} - x\| = d$$

Usando l'identità del parallelogramma con $a = \overline{v} - x$, $b = \overline{w} - x$:

$$\|\overline{v} - \overline{w}\|^2 + \|\overline{v} + \overline{w} - 2x\|^2 = 4d^2$$

Sfruttando gli stessi passaggi dell'esistenza osservo che $\|\overline{v} + \overline{w} - 2x\|^2 \ge 4d^2$. Allora perchè l'identità sia soddisfatta deve essere $\|\overline{v} - \overline{w}\|^2 \le 0$

$$\Rightarrow \|\overline{v} - \overline{w}\|^2 = 0 \Rightarrow \overline{v} = \overline{w}$$

• Inoltre (punto 1)

conseguenza banale, se $x \in V$

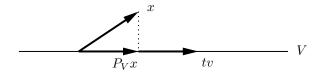
$$d = \inf_{v \in V} \|v - x\| = 0$$

$$\Rightarrow \|x - P_V x\| = 0 \Rightarrow x = P_V x$$

• Inoltre (punto 2)

$$Q_V x = x - P_V x$$

Osservo che $\forall v \in V, \ t \in \mathbb{R} \Longrightarrow (P_V x - t v) \in V$



$$d^{2} \leq \| - (P_{V}x - tv) + x \|^{2} = \|Q_{V}x + tv\|^{2}$$

$$= \|Q_{V}x\|^{2} + 2t(Q_{V}x, v) + t^{2}\|v\|^{2}$$

$$= d^{2} + 2t(Q_{V}x, v) + t^{2}\|v\|^{2}$$

$$\Rightarrow ||v||^2 t^2 + 2(Q_V x, v)t \ge 0, \forall t \in \mathbb{R}, \forall v \in V$$

Per analogia con l'equazione di una parabola

$$at^2 + bt + c \ge 0, \ \forall t \in \mathbb{R} \ \Rightarrow \ b^2 - 4ac \le 0$$

Con $a = ||v||^2$, $b = 2(Q_V x, v)$

Ma se $c = 0 \implies b = 0$, da cui la tesi.

• Teorema di Pitagora

$$||x||^2 = ||P_V x + Q_V x||^2 = ||P_V x||^2 + 2(P_V x, Q_V x) + ||Q_V x||^2$$

dove il prodotto scalare è nullo per l'ortogonalità appena dimostrata.

1.2 Operatori lineari

DEFINIZIONE 1.11 — **Operatore lineare.** H_1, H_2 di Hilbert, $L: H_1 \to H_2$ è lineare se $L(\lambda u + \mu v) = \lambda L(u) + \mu L(v), \ u, v \in H_1, \ \lambda, \mu \in \mathbb{R}$

NB. In spazi infinito dimensionali L lineare $\Rightarrow L$ continuo, per cui lo richiederò come ipotesi.

Definizione 1.12 — **Operatore limitato.** L (lineare) si dice limitato se $\exists c \geq 0$ t.c. $||Lv||_{H_2} \leq c||v||_{H_1} \forall v \in H_1$

Osserviamo che

$$c \geq \frac{\|Lv\|_{H_2}}{\|v\|_{H_1}} = \left\| \frac{1}{\|v\|_1} Lv \right\|_2 = \left\| L\left(\frac{v}{\|v\|_1}\right) \right\|_2$$

dove $\frac{v}{\|v\|_1}$ ha norma 1, quindi L è limitato se e solo se

$$\sup_{\|x\|=1} \|Lx\|_2 = k < +\infty$$

k è la miglior costante di limitatezza e prende il nome di **norma operatoriale**.

^aIn questo passaggio è usata la continuità della norma (conseguenza banale della disuguaglianza triangolare)

1.2. Operatori lineari

Teorema 1.13. Sia L un operatore lineare. Allora

$$L \text{ continuo} \Leftrightarrow L \text{ limitato}$$
 (1.2)

117

Dimostrazione — di (\Leftarrow). L limitato $\Rightarrow ||Lx||_2 \le C||x||_1$, $x = v - v_0$

$$0 \le ||Lv - Lv_0||_2 = ||L(v - v_0)||_2 \le c||v - v_0||_1$$

(ho dimostrato così che L è Lipschitz-continua).

Definizione 1.14. $\mathcal{L}(H_1, H_2) = \{L : H_1 \to H_2 \text{ lineari e continui}\}$

$$\|L\|_{\mathcal{L}(H_1,H_2)} = \text{(miglior costante di limitatezza)} = \sup_{\|x\|_1 = 1} \|Lx\|_2$$

TEOREMA 1.15. $\mathcal{L}(H_1, H_2)$ è di Banach.

Esempio importante (immersione)

 $H_1 \subset H_2$ sottospazio (eventualmente con norme non equivalenti)

 $L: \underbrace{x}_{\in H_1} \to \underbrace{x}_{\in H_2}, x$ è lo stesso elemento di due spazi con norme differenti.

Data un'immersione L(x) = x, quando è continua? Per (1.2), è continua \Leftrightarrow è limitata, ovvero $||x||_{H_2} \le c||x||_{H_1} \forall x \in H_1$. In questo caso l'immersione prende il nome di **immersione continua.**

Un esempio pratico è lo spazio $C([0,1]) \subset L^2(0,1)$, nel primo usiamo come norma il max, nel secondo la norma $\left(\int |\cdot|^2\right)^{1/2}$, quindi possiamo misurare gli elementi di C([0,1]) con entrambe le norme. La notazione per indicare l'immersione è

$$C([0,1]) \hookrightarrow L^2(0,1)$$

Dimostriamo ora la limitatezza dell'immersione (e quindi la continuità)

$$\|u\|_{L^2(0,1)} = \sqrt{\int_0^1 u^2(x) dx} \le \sqrt{\left(\max_{[0,1]} u^2\right) \cdot \int_0^1 1 dx} = \max_{[0,1]} |u|$$

DEFINIZIONE 1.16 — Funzionale. Sia $H_1=H$ spazio di Hilbert, $H_2=\mathbb{R}, L:H\to\mathbb{R}$ è detto funzionale.

DEFINIZIONE 1.17 — Spazio duale. È detto spazio duale di H, denotato con H^*

$$H^* = \mathcal{L}(H, \mathbb{R}) = \{L : H \to \mathbb{R} \text{ funzionali lineari e continui}\}$$

con norma

$$||L||_{H^*} = ||L||_* = \sup_{||v||=1} |Lv|$$

Esempio 1.

Sia $H = L^2(0,1), \ L : L^2(0,1) \to \mathbb{R}, \ Lv = \int_0^{1/2} v(x) dx$. Verifico che $L \in H^*$, ovvero che sia lineare, ben definito e continuo (limitato). L'operatore è chiaramente lineare perchè definito con integrale, è ben

definito e continuo perché

$$|Lv| = \left| \int_0^{1/2} v(x) dx \right| \le \int_0^{1/2} |v(x)| dx \le \int_0^1 |v(x)| dx$$

Utilizzando la disuguaglianza di Holder posso maggiorare l'ultimo termine

$$\leq \left(\int_0^1 1^2\right)^{1/2} \left(\int_0^1 v^2\right)^{1/2} = \|v\|_{L^2(0,1)}$$

Quindi $L \in H^*$, $||L||_* \le 1$.

Esempio 2.

Sia H spazio di Hilbert, $u \in H$ fissato. Definisco $L_u v = L v = (u, v)$

 $L: v \to (u, v)$ è lineare (per linearità del prodotto scalare), inoltre

$$|Lv| = |(u, v)| \le ||u|| ||v||$$

per Cauchy-Schwartz. Quindi L è lineare e continuo (limitato) allora $L \in H^*$, e $||L||_* \le ||u||$. Ma possiamo anche osservare che

$$||L||_* = \sup_{\|v\|=1} |Lv| \ge \left| L\left(\frac{u}{\|u\|}\right) \right| = \frac{1}{\|u\|} (u, u) = \frac{1}{\|u\|} ||u||^2 = ||u||$$

Quindi $||L||_* \le ||u||$, $||L||_* \ge ||u||$ allora $||L||_* = ||u||$. Il teorema che vedremo ora ci confermerà che questo non è solo un esempio, ma l'unico caso possibile.

Lezione Verzini 3 (18/03/2021)

TEOREMA 1.18 — di rappresentazione di Riesz. Sia H uno spazio di Hilbert, allora $\forall L \in H^*$ esiste un unico vettore $u \in H$ tale che

$$Lv = (u, v), \forall v \in H$$

Inoltre

$$||u|| = ||L||_*$$

Osservazione. Il teorema di rappresentazione di Riesz è in realtà un teorema di buona posizione, dimostra infatti che

$$\langle \langle \text{ dato } L \in H^* \text{ trovare } u \in H \text{ tale che } Lv = (u, v), \ \forall v \in H \rangle \rangle$$

è ben posto: garantisce l'esistenza e unicità di u, inoltre dati L_1, L_2 e le soluzioni u_1, u_2

$$(u_1, v) = L_1 v$$
$$(u_2, v) = L_2 v$$

Per il principio di sovrapposizione (il problema è lineare):

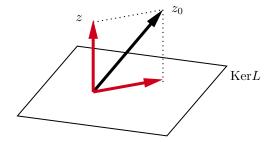
$$(u_1 - u_2, v) = (L_1 - L_2)v \Rightarrow ||u_1 - u_2|| = ||L_1 - L_2||_*$$

il problema è stabile (dipende con continuità dai dati).

DIMOSTRAZIONE. L'ultima affermazione in realtà l'abbiamo già dimostrata nell'esempio 2. *Esistenza.*

- Caso 1: $\operatorname{Ker} L = H$ ovvero $Lv = 0, \forall v$, in tal caso scelgo u = 0.
- Caso 2: $\operatorname{Ker} L \nsubseteq H$ ovvero esiste un vettore $z_0 \in H$ che non appartiene al nucleo $Lz_0 \neq 0$. L'idea geometrica è molto semplice, vogliamo usare il teorema delle proiezioni e scegliere come u il vettore ortogonale al

nucleo, normalizzato



Scegliamo quindi $H, V = \text{Ker}L, x = z_0$, dobiamo verificare che V è un sottospazio chiuso topologicamente per applicare le proiezioni.

È un sottospazio, vogliamo dimostrare che

$$v_1, v_2 \in \text{Ker}L \implies \lambda_1 v_1 + \lambda_2 v_2 \in \text{Ker}L$$

ovvero che

$$Lv_1 = Lv_2 = 0 \Rightarrow L(\lambda_1 v_1 + \lambda_2 v_2) = 0$$

ma per linearità di L è soddisfatta

$$L(\lambda_1 v_1 + \lambda_2 v_2) = \lambda_1 L v_1 + \lambda_2 L v_2 = 0$$

- Che sia chiuso è leggermente più delicato, osserviamo intanto che per definizione

chiuso
$$\Leftrightarrow$$
 $\left\{ \begin{array}{l} (v_n)_n \subset \operatorname{Ker} L \\ v_n \to \overline{v} \in H \end{array} \right. \Rightarrow \overline{v} \in \operatorname{Ker} L \right\}$

nel nostro caso

$$(v_n)_n \subset \operatorname{Ker} L \iff Lv_n = 0$$

è vero che $L\overline{v}=0$? Sì grazie alla **continuità**.

Allora possiamo applicare il teorema delle proiezioni

$$z = \frac{z_0 - P_{\text{Ker}L} z_0}{\|z_0 - P_{\text{Ker}L} z_0\|}$$

con questa scelta, si ha $z \in (\mathrm{Ker} L)^{\perp}$ e $\|z\| = 1.$ Abbiamo

$$v \in H$$
 $z \in (\text{Ker}L)^{\perp}$

costruiamo $w \in \mathrm{Ker} L$ che sia combinazione di quei due

$$w = v - \frac{Lv}{Lz}z \implies Lw = L\left(v - \frac{Lv}{Lz}z\right) = Lv - \frac{Lv}{Lz}Lz = 0$$

Notiamo che dato che $w \in \text{Ker}L, z \in (\text{Ker}L)^{\perp}$ allora (w, z) = 0, pertanto

$$0 = (w, z) = \left(v - \frac{Lv}{Lz}z, z\right) = (v, z) - \frac{Lv}{Lz}\underbrace{(z, z)}_{\|z\|^2 = 1}$$

infine

$$Lv = Lz(z, v) = (\underbrace{(Lz)z}_{u}, v), \quad \forall v \in H$$

Unicità.

Supponiamo che questo vettore u non sia unico, cioè che ne esistano due $u_1, u_2 \in H$ tali che

$$(u_1, v) = Lv, \ \forall v \in H$$

 $(u_2, v) = Lv, \ \forall v \in H$

sottraiamo membro a membro

$$(u_1 - u_2, v) = 0, \forall v \in H$$

questo implica che $u_1 - u_2 = 0$.^a

^aQuesta ultima implicazione non può essere fatta con troppa leggerezza, infatti siamo in uno spazio astratto e l'unica cosa che abbiamo sono le definizioni e i teoremi. Il fatto che quella cosa valga per ogni v, significa in particolare che vale anche per $v = u_1 - u_2$, degli altri infiniti v non ci interessa. Con tale scelta

$$0 = (u_1 - u_2, u_1 - u_2) = ||u_1 - u_2||^2$$

Per la proprietà di annullamento della norma

$$||u_1 - u_2||^2 = 0 \Leftrightarrow u_1 - u_2 = 0$$

Alternativamente per la proprietà di annullamento del prodotto scalare

$$(u_1 - u_2, u_1 - u_2) = 0 \Leftrightarrow u_1 - u_2 = 0$$

DEFINIZIONE 1.19. La scrittura $a: H \times H \to \mathbb{R}$ denota una forma bilineare se

• fissato u,

$$v \mapsto a(u,v)$$
 è lineare in v

fissato v.

$$u \mapsto a(u, v)$$
 è lineare in u

DEFINIZIONE 1.20. Inoltre

• a si dice **simmetrica** se

$$a(u,v) = a(v,u), \forall v, u \in H$$

in generale non lo sarà, ma un esempio ne è il prodotto scalare.

• a si dice continua (limitata) se

$$\exists M: \ |a(u,v)| \leq M\|u\|\|v\|, \ \forall v,u$$

• a si dice coerciva/coercitiva se

$$\exists \alpha > 0 \text{ (costante di coercività)}: \quad a(u, u) \geq \alpha ||u||^2$$

Il prodotto scalare è un caso particolare di forma bilineare simmetrica a(u, v) = (u, v), vediamo quanto valgono le costanti M e α . Per Cauchy-Schwarz

$$|(u,v)| \le \|u\| \|v\| \quad \Rightarrow \quad M = 1$$

Per definizione di norma indotta dal prodotto scalare

$$(u, u) = ||u||^2 \Rightarrow \alpha = 1$$

Il teorema di Lax-Milgram generalizza queste nozioni e ci permette di risolvere 3 il seguente problema. 4

³esistenza, unicità e dipendenza continua.

⁴da qui nascono i metodi di Galerkin.

1.2. Operatori lineari

Definizione 1.21 — Problema Variazionale Astratto, PVA. Dato $L \in H^*$ trovare $u \in H$ tale che

$$a(u,v) = Lv, \ \forall v \in H$$

dove a è una forma bilineare.

Nel caso di prodotto scalare a(u, v) = (u, v), (PVA) diventa (u, v) = Lv che è ben posto per il teorema di Riesz.

TEOREMA 1.22 — di Lax-Milgram. Siano

- \bullet H spazio di Hilbert
- ullet a forma bilineare continua e coerciva
- $L \in H^*$

Allora $\exists ! \ \overline{u} \in H \text{ soluzione di (PVA)}. \ \text{Inoltre (stima di stabilità)}$

$$\|\overline{u}\| \leq \frac{1}{\alpha} \|L\|_*$$

dove α è la costante di coercività, ci interessa che sia più grande possibile.

OSSERVAZIONE. La stabilità è utile considerando due dati vicini e due soluzioni vicine. Prendiamo ad esempio due soluzioni u_1, u_2 soluzioni del (PVA) coi dati L_1v, L_2v

$$a(u_1, v) = L_1 v, \quad \forall v \in H$$

 $a(u_2, v) = L_2 v, \quad \forall v \in H$

Facciamo la differenza e usiamo la linearità

$$a(u_1 - u_2, v) = (L_1 - L_2)v$$

La stima di stabilità ci dice che

$$||u_1 - u_2|| \le \frac{1}{\alpha} ||L_1 - L_2||_*$$

Ovvero a dati vicini sono associate soluzioni vicine, a patto che α sia sufficientemente grande.

Dimostrazione. Proponiamo un'overview dei passi della dimostrazione

- (0) Riscrittura del problema in termini di A
- (1) A è lineare
- (2) A è continuo (ovvero limitato)
- (3) A è iniettivo (ovvero $Ker A = \{0\}$)
- (3.5) l'immagine R(A) è un sottospazio chiuso, cosa **non** vera in generale
 - (4) A è suriettivo (ovvero R(A) = H)

Procediamo quindi con la dimostrazione

(0) Notiamo che la v è una sorta di funzione test, infatti vogliamo ottenere una cosa che vale per infiniti v. Al secondo membro del (PVA), per ipotesi $L \in H^*$, allora per Riesz $\exists ! \ z \in H$ tale che $Lv = (z,v), \forall v$ e inoltre $\|z\| = \|L\|_*$. Vogliamo applicarlo anche al primo membro. Per definizione di forma bilineare, $\forall u$ fissato, l'applicazione $v \mapsto a(u,v)$ è lineare e continua in v, infatti^a

continua
$$\Leftrightarrow$$
 $|a(u,v)| \leq \underbrace{M\|u\|}_{C} \|v\| \leq C\|v\|$

allora per Riesz per ogni u fissato $\exists ! \ h = A(u) \in H$ tale che

$$a(u, v) = (h, v), \forall v$$

cioè ho definito un'applicazione $A: H \to H$ tale che

$$a(u,v) = (A(u),v), \ \forall v \in H$$

noi vogliamo dimostrare su A, ma abbiamo proprietà su a, questa relazione è la **chiave!**

Avendo così usato due volte il teorema di Riesz per passare da due operatori lineari a due prodotti scalari, il (PVA) diventa

$$(A(u), v) = (z, v) \ \forall v \in H$$

Sottraiamo membro a membro e deduciamo, con la proprietà di annullamento del prodotto scalare

$$(A(u) - z, v) = 0, \ \forall v \in H \ \Rightarrow \ \boxed{A(u) = z}$$

risolvere (PVA) quindi è come trovare l'operatore inverso di A.

(1) Dobbiamo sempre lavorare con il prodotto scalare di A per qualcosa, in modo da usare la chiave trovata al passo precedente

$$(A(\lambda u_1 + \mu u_2), v) = a(\lambda u_1 + \mu u_2, v) = (*)$$

da qui è tutto automatico

$$(*) = \lambda a(u_1, v) + \mu a(u_2, v)$$

= $\lambda (A(u_1), v) + \mu (A(u_2), v)$
= $(\lambda A(u_1) + \mu A(u_2), v) \quad \forall v \in H$

cioè $A(\lambda u_1 + \mu u_2) = \lambda A(u_1) + \mu A(u_2)$.

D'ora in poi useremo la **notazione**

$$A(u) = Au$$

(2) Notiamo che

$$||Au||^2 = (Au, Au) = a(u, Au) \le |a(u, Au)| \le M||u|| ||Au||$$

allora

$$||Au|| \leq M||u||$$

Se ||Au|| fosse stato 0 non avrei avuto nulla dimostrare, per cui ho potuto semplificare.

(3) È l'unico in cui non possiamo mettere il pilota automatico. Qui troveremo anche la stima di stabilità. Per farlo dobbiamo partire dalla coercività

$$\alpha\|u\|^2 \leq a(u,u) = (Au,u) \leq |(Au,u)| \underbrace{\leq}_{\text{C.S.}} \|Au\| \|u\| \quad \alpha > 0$$

Possiamo dividere per u perché se fosse 0 sarebbe soddisfatta già, otteniamo la stima di stabilità

$$||u|| \le \frac{1}{\alpha} ||Au||$$

Nel nuovo (PVA) Au=z e ricordiamo che z era il vettore che rappresentava L (come visto al passo 0)

$$||u|| \le \frac{1}{\alpha} ||Au|| = \frac{1}{\alpha} ||z|| = \frac{1}{\alpha} ||L||_*$$

Se $u \in \text{Ker} A$ allora Au = 0, usando la stima $||u|| \le 0$, allora u = 0. Quindi $\text{Ker} A = \{0\}$, ovvero A è iniettivo.

(3.5) L'immagine è un sottospazio, analogo a come visto prima.

Dimostriamo che è chiuso, ovvero che considerando ogni successione conenuta nell'immagine $(y_n)_n \subset R(A)$ che tende a un certo valore $y_n \to \overline{y}$ allora quel valore sta nell'immagine $\overline{y} \in R(A)^b$.

Questi valori dell'immagine sono associati agli elementi del dominio $y_n = Au_n$, ci piacerebbe dire che $\overline{y} = A\overline{u}$, con $\overline{u} = \lim u_n$, ma questo limite non è detto che esista! In un sacco di situazioni concrete salta!

Ci rivolgiamo nuovamente alla completezza dello spazio, dimostrando che è una successione di Cauchy, usando la stima di stabilità del passo 3

$$0 \le \|u_n - u_m\| \underbrace{\le}_{(3)} \frac{1}{\alpha} \|A(u_n - u_m)\| \underbrace{\le}_{\text{lin.}} \frac{1}{\alpha} \|Au_n - Au_m\| = \frac{1}{\alpha} \|y_n - y_m\|$$

la successione y_n è convergente, quindi anche di Cauchy, allora l'ultimo termine tende a 0, in particolare quindi anche u_n è di Cauchy, ma essendo H completo è anche convergente a un certo $\overline{u} \in H$.

Usanndo la continuità di A, $Au_n \to A\overline{u}$, quindi $\overline{y} = A\overline{u} \in R(A)$.

(4) Supponiamo per assurdo che

$$R(A) \subsetneq H$$

cioè esiste $z_0 \in H$, $z_0 \notin R(A)$. Per il teorema delle proiezioni^c

$$z = \frac{z_0 - P_{R(A)} z_0}{\|z_0 - P_{R(A)} z_0\|} \quad \Rightarrow \quad z \in (R(A))^{\perp}, \ \|z\| = 1$$

A questo punto notiamo che

$$z \in (R(A))^{\perp}, \quad Az \in R(A) \Rightarrow (z, Az) = 0$$

Andando alla definizione di ${\cal A}$

$$(z, Az) = a(z, z) \ge \alpha ||z||^2 = \alpha > 0$$

Ma ciò è assurdo, è quindi negata la supposizione iniziale e R(A) = H.

 $[\]overline{a}$ usando la continuità di a.

 $^{{}^}b\mathrm{ricordiamo}$ che la definizione è interessante se consideriamo i punti del bordo in particolare.

 $[^]c$ che possiamo applicare avendo dimostrato che l'immagine R(A) è un sottospazio chiuso al passo 3.5

Capitolo 2

Distribuzioni e spazi di Sobolev

Lezione Verzini 4 (25/03/21)

2.1 Richiami su funzioni test e distribuzioni

Sia $\Omega \subset \mathbb{R}^n$, $n \geq 1$.

DEFINIZIONE 2.1 — Funzioni test.

$$\mathcal{D}(\Omega) = \{ \varphi : \Omega \to \mathbb{R}, \ C^{\infty}(\Omega) \text{ a supporto compatto} \}$$

Ricordiamo che il supporto di una funzione è la chiusura dell'insieme dove essa non si annulla. L'insieme $\mathcal{D}(\Omega)$ è incluso in $L^p(\Omega)$ $\forall p$, in particolare

$$\mathcal{D}(\Omega) \subset L^2(\Omega)$$

e l'inclusione è densa, ovvero

$$\forall v \in L^2(\Omega) \exists (\varphi_k)_k \subset \mathcal{D}(\Omega) \text{ t.c. } \varphi_n \xrightarrow{L^2} v$$

o, alternativamente

$$\overline{\mathcal{D}(\Omega)}^{\|\cdot\|_{L^2(\Omega)}} = L^2(\Omega)$$

Definizione 2.2 — Convergenza di funzioni test. Diciamo che

$$\varphi_n \to \varphi \text{ in } \mathcal{D}(\Omega)$$

Se

- 1. $\exists K \subset \Omega \text{ compatto tc supp} \varphi_n \subset K$
- 2. $\forall k \in \mathbb{N}, \ \varphi_n^{(k)} \to \varphi^{(k)}$ uniformemente

Definizione 2.3 — Distribuzioni/Funzioni generalizzate di L. Schwarz. è il duale

$$\mathcal{D}'(\Omega) = \{F : \mathcal{D}(\Omega) \to \mathbb{R} \text{ lineari, continui}\}\$$

Indichiamo l'azione di F su φ :

$$F(\varphi) = F\varphi = \langle F, \varphi \rangle =_{\mathcal{D}'} \langle F, \varphi \rangle_{\mathcal{D}}$$

NB. La notazione

$$\langle F, \varphi \rangle = \int_{\Omega} F \varphi$$

è formalmente errata, poiché col simbolo di integrale non si intende l'integrale che siamo soliti fare. Svolgiamo effettivamente un integrale se $u \in L^2(\Omega)$, in questo caso allora $Lu \in \mathcal{D}'(\Omega)$ e quando scriviamo

$$\langle u, \varphi \rangle = \int_{\Omega} u(\mathbf{x}) \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x}$$

sottointendiamo in realtà

$$\langle Lu, \varphi \rangle = \int_{\Omega} u(\mathbf{x}) \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x}$$

Esistono distribuzioni che non sono funzioni, come la δ_n , ma nel caso in cui coincidano con delle funzioni il minimo sindacale è

$$u \in L^1_{loc}(\Omega) \subset \mathcal{D}'(\Omega)$$

che è anche un'immersione continua.

Definizione 2.4 — Derivata debole o distribuzionale. Data $F \in \mathcal{D}'(\Omega)$ si definisce $\partial_{x_i} F \in \mathcal{D}'(\Omega)$

$$\langle \partial_{x_i} F, \varphi \rangle = -\langle F, \partial_{x_i} \varphi \rangle$$

Se $F \in C^1(\overline{\Omega}) \subset \mathcal{D}'(\Omega)$, $\langle F, \varphi \rangle = \int_{\Omega} F \varphi d\mathbf{x}$, derivata debole e *classica* coincidono (il – salta fuori dall'integrazione per parti)

$$\begin{split} \langle \underbrace{\partial_{x_i} F}_{\text{classica}}, \varphi \rangle &= \int_{\Omega} \partial_{x_i} F(\mathbf{x}) \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x} \\ &= \underbrace{\int_{\partial \Omega} ... \varphi}_{\varphi \text{ supp. comp.}} - \int_{\Omega} F(\mathbf{x}) \partial_{x_i} \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x} \\ &= -\langle F, \partial_{x_i} \varphi \rangle = \langle \underbrace{\partial_{x_i} F}_{\text{debole}}, \varphi \rangle \end{split}$$

Estendiamo ora il nostro campo di lavoro alle **distribuzioni a valori vettoriali**, ovvero vettori di distribuzioni

$$\mathcal{D}'(\Omega; \mathbb{R}^n) = [\mathcal{D}'(\Omega)]^n \quad \mathbf{F} = (F_1, ..., F_n) \quad \boldsymbol{\varphi} = (\varphi_1, ..., \varphi_n)$$

L'azione di ${\bf F}$ su ${m arphi}$ è

$$\langle \mathbf{F}, \boldsymbol{\varphi} \rangle = \sum_{i=1}^{n} \langle F_i, \varphi_i \rangle$$

Da cui¹:

• il gradiente diventa divergenza

$$\langle \nabla F, \varphi \rangle = \sum_{i=1}^{n} \langle \partial_{x_i} F, \varphi_i \rangle = -\sum_{i=1}^{n} \langle F, \partial_{x_i} \varphi_i \rangle = -\langle F, \sum_{i=1}^{n} \partial_{x_i} \varphi_i \rangle$$

cioè

• Con passaggi analoghi

• mettendo insieme i risultati, otteniamo che il laplaciano può spostarsi liberamente dall'altra parte senza cambio di segno

¹Prestare attenzione all'utilizzo alternato, nei vari punti, di scalari o vettori.

$$\langle \Delta F, \varphi \rangle = \langle \operatorname{div}(\nabla F), \varphi \rangle = -\langle \nabla F, \nabla \varphi \rangle = \langle F, \operatorname{div}(\nabla \varphi) \rangle$$

cioè

$$\left| \langle \Delta F, \varphi \rangle = \langle F, \Delta \varphi \rangle \right|$$

2.2 Esercizio (controesempio derivata debole-classica)

Svolgiamo ora un esercizio (in buona parte di Analisi 2) per dimostrare come derivata debole e derivata classica possano non coincidere. Sia

$$\mathbf{x} = (x_1, x_2, x_3) \in \mathbb{R}^3 \quad \Rightarrow \quad |\mathbf{x}| = \sqrt{x_1^2 + x_2^2 + x_3^2}$$

Sia

$$u(\mathbf{x}) = \frac{1}{|\mathbf{x}|}, \ \mathbf{x} \neq \mathbf{0}$$

Vogliamo trovare Δu .

Derivata 'classica'.

Osserviamo inanzitutto

$$\partial_{x_i}|\mathbf{x}| = \frac{2x_i}{2\sqrt{x_1^2 + x_2^2 + x_3^2}} = \frac{x_i}{|\mathbf{x}|} \quad \Rightarrow \quad \nabla|\mathbf{x}| = \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}$$

E per la regola della funzione composta

$$\nabla f(|\mathbf{x}|) = f'(\mathbf{x})\nabla|\mathbf{x}| = f'(\mathbf{x})\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}$$
(2.1)

Allora possiamo calcolare Δu usando (2.1):

$$\Delta u(\mathbf{x}) = \Delta \left(\frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) = \operatorname{div} \left(\nabla \left(\frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) \right) = \operatorname{div} \left(-\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3} \right)$$

Usiamo ora l'identità di Green

$$\operatorname{div}(g\mathbf{F}) = \nabla g \cdot \mathbf{F} + g \operatorname{div} \mathbf{F} \ \text{con } g = \frac{1}{|\mathbf{x}|^3} \ \mathrm{e} \ \mathbf{F} = \mathbf{x}$$

$$\operatorname{div}\left(-\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3}\right) = -\left(\nabla\left(\frac{1}{|\mathbf{x}|^3}\right) \cdot \mathbf{x} + \frac{1}{|\mathbf{x}|^3} \operatorname{div}\mathbf{x}\right) = -\left(-\frac{3}{|\mathbf{x}|^4} \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} + \frac{1}{|\mathbf{x}|^3} 3\right)$$

e troviamo

$$\Delta u(\mathbf{x}) = -\left(-\frac{3}{|\mathbf{x}|^3} + \frac{3}{|\mathbf{x}|^3}\right) = 0$$

Quindi u è armonica in $\mathbb{R}^3 \setminus \{\mathbf{0}\}$.

Derivata distribuzionale.

Per poter fare la derivata distribuzionale dobbiamo prima chiederci

$$u \in L^1_{\mathrm{loc}}(\mathbb{R}^3)$$
?

L'unico problema della funzione è, ovviamente, nell'origine. Se l'integrale su una palla unitaria centrata nell'origine convergerà la condizione sarà soddisfatta.

$$\int_{B_1(\mathbf{0})} \frac{1}{|\mathbf{x}|} d\mathbf{x} = \int_0^1 \left(\int_{\partial B_r} \frac{1}{|\mathbf{x}|} d\sigma \right) dr = \int_0^1 \frac{1}{r} 4\pi r^2 dr < +\infty$$

Abbiamo utilizzato una formula di coarea (o integrazione per bucce)

$$\int_{B_R} f d\mathbf{x} = \int_0^R \left(\int_{\partial B_r} f d\sigma \right) dr$$

Quindi $u \in L^1_{loc} \Rightarrow u \in \mathcal{D}'(\mathbb{R}^3)$.

Per calcolare Δu in $\mathcal{D}'(\mathbb{R}^3)$ prendiamo una funzione test $\varphi \in \mathcal{D}(\mathbb{R}^3)$

$$\langle \Delta u, \varphi \rangle = \langle u, \Delta \varphi \rangle \underbrace{=}_{u \in L^1_{\text{loc}}} \int_{\mathbb{R}^3} \frac{1}{|\mathbf{x}|} \Delta \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x}$$

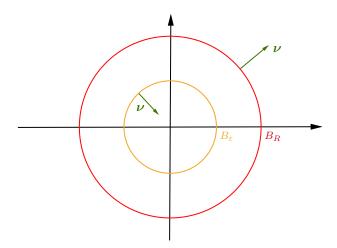
Quest'integrale presenta due problemi

1. Il dominio è illimitato: in realtà dato che

$$\operatorname{supp}\varphi\subset B_R(\mathbf{0})$$

poiché φ è a supporto compatto mi basterà limitare il dominio di integrazione a tale palla

2. Ho una **singolarità** nell'origine: aggiriamo il problema integrando su un dominio $B_R(\mathbf{0}) \setminus B_{\varepsilon}(\mathbf{0})$ e facendo il limite per $\varepsilon \to 0$



$$\int_{\mathbb{R}^3} \frac{1}{|\mathbf{x}|} \Delta \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x} = \lim_{\varepsilon \to 0} \int_{B_R \setminus B_{\varepsilon}} \frac{1}{|\mathbf{x}|} \Delta \varphi(\mathbf{x}) d\mathbf{x}$$
 (2.2)

Ora $\frac{1}{|\mathbf{x}|}$ è C^{∞} nel dominio di integrazione e posso applicare la formula di integrazione per parti che ricordiamo qua sotto

$$\int_{\Omega} u \Delta v = \int_{\partial \Omega} u \partial_{\nu} v - \int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla v = \int_{\partial \Omega} u \partial_{\nu} v - \int_{\partial \Omega} v \partial_{\nu} u + \int_{\Omega} v \Delta u$$

con

$$u = \frac{1}{|\mathbf{x}|}, \ v = \varphi(\mathbf{x}), \ \partial\Omega = \partial B_R \cup \partial B_{\varepsilon}$$

La normale ν sarà diretta verso l'esterno o l'interno a seconda che mi trovi rispettivamente su ∂B_R o $\partial B\varepsilon$.

Osserviamo inoltre che essendo $\varphi \in \mathcal{D}(\mathbb{R}^3)$

$$\partial_{\nu}\varphi \equiv \varphi \equiv 0 \text{ su } \partial B_R$$

Applicando il tutto a (2.2) otteniamo

$$\lim_{\varepsilon \to 0} \left[\int_{\partial B_{\varepsilon}} \frac{1}{|\mathbf{x}|} \partial_{\nu} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma - \int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) \partial_{\nu} \left(\frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) d\sigma + \int_{B_{R} \setminus B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) \Delta \left(\frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) d\mathbf{x} \right]$$
(2.3)

Di questi termini

• essendo $\Delta u = 0$ la derivata classica in $B_R \backslash B_{\varepsilon}$:

$$\int_{B_R \backslash B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) \Delta\left(\frac{1}{|\mathbf{x}|}\right) d\mathbf{x} = 0$$

• $\partial_{\nu}\varphi = \nabla\varphi \cdot \nu$, dove $\nu = -\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}$ essendo orientata in dentro

$$\int_{\partial B_{\varepsilon}} \frac{1}{|\mathbf{x}|} \partial_{\nu} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma = -\int_{\partial B_{\varepsilon}} \frac{1}{|\mathbf{x}|} \nabla \varphi(\mathbf{x}) \cdot \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} d\sigma$$

• $\partial_{\nu} \left(\frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) = \nabla \left(\frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) \cdot \nu$, con ν identica a prima

$$\int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) \partial_{\nu} \left(\frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) d\sigma = -\int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) \left(-\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^{3}} \right) \cdot \left(-\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} \right) d\sigma = -\int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) \frac{|\mathbf{x}|^{2}}{|\mathbf{x}|^{4}} d\sigma$$

Inoltre su ∂B_{ε} : $|\mathbf{x}| = \varepsilon$. Possiamo riscrivere (2.3):

$$\lim_{\varepsilon \to 0} \left[-\frac{1}{\varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \nabla \varphi(\mathbf{x}) \cdot \mathbf{x} d\sigma - \frac{1}{\varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma \right]$$

Se entrambi i termini tendono a 0 allora la mia derivata distribuzionale coinciderà con quella classica. Esaminiamoli separatamente:

• primo termine

$$\left| -\frac{1}{\varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \nabla \varphi(\mathbf{x}) \cdot \mathbf{x} d\sigma \right| \le \frac{1}{\varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}} |\nabla \varphi(\mathbf{x})| \cdot |\mathbf{x}| d\sigma$$

 $|\nabla \varphi(\mathbf{x})| \leq c$ essendo φ una funzione test e su ∂B_{ε} : $|\mathbf{x}| = \varepsilon$

$$\frac{1}{\varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}} |\nabla \varphi| \cdot |\mathbf{x}| d\sigma \le \frac{c}{\varepsilon} \int_{\partial B_{\varepsilon}} d\sigma = \frac{c}{\varepsilon} 4\pi \varepsilon^2 \to 0$$

• secondo termine

$$-\frac{1}{\varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma = -4\pi \frac{1}{4\pi \varepsilon^2} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma = -4\pi \frac{1}{|\partial B_{\varepsilon}|} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma$$

Ma essendo φ continua ora posso usare il teorema della media integrale

$$\exists \mathbf{x}_{\varepsilon} \in \partial B_{\varepsilon} : \frac{1}{|\partial B_{\varepsilon}|} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma = \varphi(\mathbf{x}_{\varepsilon}) \xrightarrow{\varepsilon \to 0} \varphi(\mathbf{0})$$

e ottengo

$$-4\pi \frac{1}{|\partial B_{\varepsilon}|} \int_{\partial B_{\varepsilon}} \varphi(\mathbf{x}) d\sigma \to -4\pi \varphi(\mathbf{0})$$

Riassumendo²

$$\langle \Delta u, \varphi \rangle = -4\pi \varphi(\mathbf{0}) = -4\pi \langle \delta_3, \varphi \rangle$$

$$\Rightarrow -\Delta \left(\frac{1}{4\pi} \frac{1}{|\mathbf{x}|} \right) = \delta_3 \text{ in } \mathcal{D}' \left(\mathbb{R}^3 \right)$$

La derivata classica e debole non coincidono.

Lezione Verzini 5 (01/04/2021)

Lavoreremo con uno specifico spazio di Sobolev sono "spazi di funzioni L^p aventi derivate L^p ". Lavoreremo con due spazi di Sobolev, il primo sarà H^1 e il secondo $H^1_0 \subseteq H^1$.

Consideriamo $\Omega \subset \mathbb{R}^n$ dominio (cioè aperto connesso)³.

 $^{^2}$ il simbolo δ_3 non indica la Delta centrata in 3, ma la delta tridimensionale centrata in 0.

 $^{^3}$ di solito saranno limitati, ma possiamo tranquillamente immaginare che siano tutto $\mathbb{R}^n.$

DEFINIZIONE 2.5.

$$H^{1}(\Omega) = \left\{ v \in L^{2}(\Omega) : \nabla v \in L^{2}(\Omega; \mathbb{R}^{n}) \right\}$$

 ∇v è inteso nel senso delle distribuzioni.

Questo spazio è dotato di prodotto scalare

$$(u,v)_{H^1(\Omega)} = (\nabla u, \nabla v)_{L^2(\Omega)} + (u,v)_{L^2(\Omega)} = \int_{\Omega} [\nabla u(\mathbf{x}) \cdot \nabla v(\mathbf{x}) + u(\mathbf{x})v(\mathbf{x})] d\mathbf{x}$$

In particolare vale il seguente risultato delle norme

$$||u||_{H^1(\Omega)}^2 = ||u||_{L^2}^2 + ||\nabla u||_{L^2}^2 \ge \begin{cases} ||u||_{L^2}^2 \\ ||\nabla u||_{L^2}^2 \end{cases}$$

misurando le norme in H^1 stiamo contemporaneamente controllando sia la norma della funzione, che delle sue derivate parziali.

Teorema 2.6 — Microteorema. 1. $H^1(\Omega)$ è uno spazio di Hilbert^a,

- 2. $H^1(\Omega) \hookrightarrow L^2(\Omega)$, H^1 si immerge in L^2 con continuità, cioè come abbiamo appena scritto che la norma di H^1 è più forte della norma di L^2 ,
- 3. $\nabla: H^1(\Omega) \to L^2(\Omega; \mathbb{R}^n)$ è lineare e continuo.

Notiamoche H^1 è, oltre che un sottoinsieme, anche un sottospazio chiuso di L^2 .

In generale, anche se non li useremo, si definiscono gli spazi

$$H^k(\Omega) = \left\{ v \in L^2 : D^{\alpha}v \in L^2, \ \forall |\alpha| \le k \right\}$$

La notazione D^{α} significa che intendiamo le derivate prime, seconde, terze, ecc, fino alla n-esima derivazione

$$\alpha = (\alpha_1, \dots, \alpha_n) \Rightarrow D^{\alpha}v = \partial_{x_1}^{\alpha_1} \partial_{x_2}^{\alpha_2} \dots \partial_{x_n}^{\alpha_n} v$$

Useremo solitamente solo H^1, H^2 .

Ancora più in generale gli spazi di Sobolev sono

$$W^{k,p}(\Omega) = \{ v \in L^p(\Omega) : D^{\alpha}v \in L^p, \ \forall |\alpha| < k \}$$

Facciamo un po' la conoscenza di questi spazi:

$$\mathcal{D}(\Omega) \subset H^1(\Omega)$$
,

$$C^1(\overline{\Omega}) \subset H^1(\Omega)$$
 se $|\Omega| < +\infty$, non in generale perché devono stare in L^2

 $H^1(\Omega)$ può contenere anche delle funzioni discontinue.

Esempio.

$$B_1(\mathbf{0}) \subset \mathbb{R}^3, \ u(\mathbf{x}) = |\mathbf{x}|^{-a} \ (a > 0)$$

È una funzione non definita in $\mathbf{0}$, per quali valori di a si ha che $u \in H^1(B_1)$?

1.
$$u \stackrel{?}{\in} L^2(B_1)$$
:

$$\begin{split} \int_{B_1} u^2(\mathbf{x}) d\mathbf{x} &= \int_{B_1} |\mathbf{x}|^{-2a} d\mathbf{x} = \int_0^1 \left[\int_{\partial B_r} |\mathbf{x}|^{-2a} d\sigma \right] dr \\ &= \int_0^1 |r|^{-2a} \cdot 4\pi r^2 dr = 4\pi \int_0^1 r^{2-2a} dr \\ &< +\infty \quad \Leftrightarrow \quad 2 - 2a > -1 \quad \Leftrightarrow \quad a < \frac{3}{2} \end{split}$$

 $[\]overline{}^a$ si può dimostrare verificando tutte le proprietà di uno spazio di Hilbert, sfruttando il fatto che L^2 è di Hilbert.

2. Calcoliamo il gradiente

$$\nabla u(\mathbf{x}) = -a|\mathbf{x}|^{-a-1} \cdot \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} = -a|\mathbf{x}|^{-a-2}\mathbf{x}$$

per quali valori sta in L^2 ? $\nabla u \stackrel{?}{\in} L^2(B_1)$:

$$\begin{split} \int_{B_1} a^2 |\mathbf{x}|^{-2a-4+2} d\mathbf{x} &= \int_0^1 \left[a^2 r^{-2a-2} \cdot 4\pi r^2 \right] dr \\ &= a^2 4\pi \int_0^1 r^{-2a} dr \\ &< +\infty \quad \Leftrightarrow \quad -2a > -1 \quad \Leftrightarrow \quad a < \frac{1}{2} \end{split}$$

mettendo assieme

$$u \in H^1(B_1) \Leftrightarrow \left\{ a > 0 \land a < \frac{3}{2} \land a < \frac{1}{2} \right\} \Leftrightarrow 0 < a < \frac{1}{2}$$

Verzini ci ha burlati, ha calcolato il gradiente classico, invece andava calcolato come

$$\langle \nabla u, \varphi \rangle = -\langle u, \operatorname{div} \varphi \rangle$$

a questo punto $u \in L^1_{loc}$, scrivo l'integrale, tolgo la palla nell'origine, ecc. come l'altra volta. Facendo i conti si trova che era sufficiente che a fosse minore di $\frac{3}{2}$.

L'obiettivo finale sarà risolvere

$$\begin{cases} -\Delta u = f(\mathbf{x}) & \mathbf{x} \in \Omega \\ u = 0 & \mathbf{x} \in \partial \Omega \end{cases}$$

OSSERVAZIONE. Come interpretare le condizioni al contorno? Dato che le funzioni di H^1 sono quasi funzioni di L^2 , ci dobbiamo ricordare che le funzioni non erano proprio funzioni, ma classi di equivalenza di funzioni. Cioè due funzioni sono equivalenti se sono uguali a meno di un insieme di misura nulla e spesso

$$|\partial\Omega|_{n\text{-dimensionale}} = 0$$

Che senso ha dire che u=0 su un insieme di misura nulla? Lo scopriremo più avanti (Teoria delle Tracce: sotto ipotesi su Ω , bordo lipschitziano, se $u \in H^1(\Omega)$ allora u sul bordo di Ω ha senso. La traccia di u è la restrizione di u al bordo $u_{|\partial\Omega}$).

Noi tratteremo 2 situazioni facili:

- $n=1, \Omega=(a,b)$ Daremo un senso alla traccia, cioè quanto vale u(a), u(b).
- $n=n, \Omega=\Omega,$ ma $u_{|\partial\Omega}=0$ Non discuteremo se u=g.

 H^1 è più piccolo e gode di più proprietà: in dimensione n=1 le funzioni di H^1 sono continue fino al bordo⁴. Questo fatto non è vero in dimensione più alta, abbiamo visto un esempio.

TEOREMA 2.7 — Microteorema. In dimensione $n = 1, u \in L^2(a, b)$. Allora

$$u \in H^1(a,b) \Leftrightarrow \begin{cases} u \in C([a,b]), & \text{(cioè esiste un rappresentate continuo)} \\ \exists \ w \in L^2(a,b) \text{ t.c.} & \forall x,y \in [a,b] \\ u(x) - u(y) = \int_y^x w(s) ds & \text{(essenzialmente il TFCI)} \end{cases}$$

Inoltre

$$u' = w$$

sia nel senso \mathcal{D}' che quasi ovunque, derivata debole e classica coincidono quasi ovunque.

⁴o meglio, ammettono un rappresentante continuo fino al bordo.

Per esempio Heaviside, che in effetti non sta in H^1 , non ha derivata classica e debole coincidenti.

Il punto del teorema che ci interessa è dire che se $u \in H^1$ allora è continua fino al bordo e possiamo dare un senso ai valori che assume in a, b.

DIMOSTRAZIONE. (\Rightarrow) $u \in H^1(a,b)$ allora la sua derivata debole $u' \in L^2(a,b)$.

Definisco

$$v(x) = \int_{a}^{x} u'(s)ds$$

Attenzione: posso dire che v(x) = u(x) - u(a)? Non per forza, per applicare il TFCI l'integranda u' deve essere continua, ma sta solo in L^2 . Dimostreremo che sarà vero.

v è continua fino al bordo:

$$x_n \to x \quad \Rightarrow \quad |v(x_n) - v(x)| = \left| \int_x^{x_n} u'(s) ds \right|$$

$$\leq |x_n - x|^{1/2} \left(\int_x^{x_n} (u')^2 \right)^{1/2} \qquad \text{(Holder o Cauchy-Schwarz)}$$

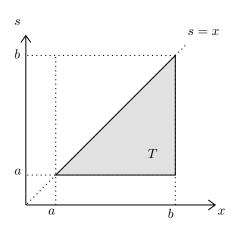
$$\leq \underbrace{|x_n - x|^{1/2}}_{\to 0} \underbrace{\left(\int_a^b (u')^2 \right)^{1/2}}_{\leq C, \ u' \in L^2} \qquad \text{(l'integrale è positivo)}$$

$$\to 0$$

v continua implica che è funzione di L^1_{loc} , quindi associata a una distribuzione.

Calcolo v' (in $\mathcal{D}'(a,b)$). $\forall \varphi \in \mathcal{D}(a,b)$

$$\langle v', \varphi \rangle = -\langle v, \varphi' \rangle = -\int_a^b v(x)\varphi'(x)dx = -\int_a^b \left[\int_a^x u'(s)ds \right] \varphi'(x)dx$$
$$= -\iint_T [u'(s)\varphi'(x)]dsdx = (*)$$



$$(*) = -\int_{a}^{b} \left[\int_{s}^{b} u'(s)\varphi'(x)dx \right] ds$$
$$= -\int_{a}^{b} u'(s) \left[\int_{s}^{b} \varphi'(x)dx \right] ds$$
$$= -\int_{a}^{b} u'(s) \left[\varphi(b) - \varphi(s) \right] ds$$

$$= \int_a^b u'(s)\varphi(s)]ds$$

$$= \langle u', \varphi \rangle$$
 anche $u' \in L^2$

ho dimostrato che v' = u' in $\mathcal{D}'(a, b)$.

Qui interviene un teorema importante

Se abbiamo una distribuzione e la sua derivata è nulla $\forall \varphi$ allora è una funzione costante.

ovvero, formalizzato^a

$$\begin{cases} F \in \mathcal{D}'(a,b), \\ \langle F', \varphi \rangle = 0, \ \forall \varphi \in D(a,b) \end{cases} \Rightarrow F \ \text{è una funzione costante}.$$

Nel nostro caso

$$\langle v' - u', \varphi \rangle = 0, \ \forall \varphi$$

Allora

v-u è una funzione costante

cioè
$$v(x) - u(x) = C, \ \forall x \in [a, b].$$

Siccome v è continua, anche u(x) = v(x) - C è continua essendo differenza di funzioni continue.

In realtà abbiamo dimostrato anche la seconda parte

$$u(x) - u(y) = [v(x) - C] - [v(y) - C] = v(x) - v(y)$$
$$= \int_a^x u'(s)ds - \int_a^y u'(s)ds$$
$$= \int_y^x u'(s)ds$$

Definiamo il secondo spazio di Sobolev: un sottospazio di funzioni nulle al bordo.

DEFINIZIONE 2.8. La chiusura di $\mathcal{D}(\Omega)$ rispetto alla norma H^1 prende il nome di spazio H_0^1 :

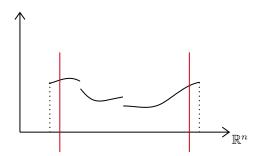
$$H^1_0(\Omega) = \overline{\mathcal{D}(\Omega)}^{\|\cdot\|_{H^1(\Omega)}} = \left\{ u \in H^1(\Omega) : \exists (\varphi_k)_k \subset \mathcal{D}(\Omega) \text{ t.c. } \underbrace{\varphi_k \to u \text{ in } L^2, \, \nabla \varphi_k \to \nabla u \text{ in } L^2}_{\text{cioè } \varphi_k \to u \text{ in } H^1} \right\}$$

Commento per capire questo oggetto

$$\overline{\mathcal{D}(\Omega)}^{\|\cdot\|_{L^2(\Omega)}} = L^2(\Omega)$$

questo equivale a dire che $\mathcal{D}(\Omega)$ è denso in $L^2(\Omega)$. L'idea della dimostrazione di questa roba è la seguente. Ci sono due parti. Una parte è che posso approssimare le funzioni di L^2 con funzioni C^{∞} (questa è la parte facile). Per quanto brutta sia una funzione, discontinua o anche peggio, se invece che lei prendiamo delle medie di lei in delle palle molto piccole, sostanzialmente la media varia in modo più regolare.

 $^{^{}a}$ la parte notevole è che è una **funzione**. Questo ci dice che non esistono distribuzioni-non-funzioni (tipo la Delta) la cui derivata faccia zero.



Il vero problema è il supporto compatto. La funzione di L^2 è tipicamente diversa da 0 fino al bordo. Dobbiamo pensare che la funzione sia estesa a 0 fuori per poter fare la media in prossimità del bordo. La fregatura è ci troviamo con delle cose ben diverse da 0, anche fuori dal bordo.

Come si ottiene il supporto compatto? Si segano via preventivamente le parti finali, moltiplicando per una funzione indicatrice. La parte di norma che perdiamo è trascurabile in L^2 .

Se lo facciamo in H^1 non ci basta misurare quello che perdiamo nella funzione, ma anche quello che perdiamo nella derivata. E questo ci impedisce di fare il gioco.

Se prendiamo la Heaviside rattoppata la norma delle funzioni che perdiamo è poca, ma la norma delle derivate delle funzioni esplode.

Si può dimostrare che

$$u \in H^1(\Omega) \cap C(\overline{\Omega}) \ \Rightarrow \ \left\{ u \in H^1_0(\Omega) \ \Leftrightarrow \ u_{|\partial\Omega} = 0 \right\}$$

In poche parole non possiamo dire davvero che una funzione fa 0 al bordo, ma possiamo dire se è o non è approssimabile da funzioni a supporto compatto; e se lo è, moralmente è come se facesse 0 al bordo. Quindi $H_0^1(\Omega)$ è un sottospazio chiuso di $H^1(\Omega)$.

Теокема 2.9 — Disuguaglianza di Poincaré. Sia $\Omega \subset \mathbb{R}^n$ un dominio limitato. Allora $\exists C_P > 0$ (costante di Poincaré) tale che

$$||u||_{L^2(\Omega)} \le C_P ||\nabla u||_{L^2(\Omega)}, \quad \forall u \in H_0^1(\Omega)$$

A priori per controllare le funzioni di H^1 bisogna controllare loro e le loro derivate⁵. In H_0^1 la funzione è sempre controllata dalla derivata.

Osservazione. Un'immediata conseguenza è che l'unica costante che può appartenere ad H_0^1 è la costante nulla, ulteriore indice che *ci stanno le cose che si annullano al bordo*.

Lezione Verzini 6 (08/04/2021)

OSSERVAZIONE. $u(x) \equiv c$ costante allora $u \in H^1(\Omega)$, $(|\Omega| < +\infty)$ ma

$$u \in H_0^1(\Omega) \Leftrightarrow c = 0$$

DIMOSTRAZIONE. Si svolge in due passi. Sfruttiamo il fatto che $\mathcal{D}(\Omega)$ è denso in $H_0^1(\Omega)$:

- 1. dimostro la Disuguaglianza di Poincaré (DP) in $\mathcal{D}(\Omega)$,
- 2. per approssimazione estendo ad $H_0^1(\Omega)$.

Passo 1

Fisso una funzione test $\varphi \in \mathcal{D}(\Omega)$ e costruisco un apposito campo vettoriale $\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \varphi^2(\mathbf{x})\mathbf{x}$ su cui

⁵Funzione che oscilla moltissimo, ma di valori bassi, e funzione costante a valore altissimo, sono due esempi estremi in cui vediamo che è necessario controllarle entrambe.

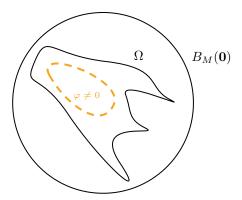
applicare il teorema della divergenza

$$\int_{\Omega} \operatorname{div} \mathbf{F} \ d\mathbf{x} = \int_{\partial \Omega} \mathbf{F} \cdot \boldsymbol{\nu} \ d\sigma$$

Per applicare il teorema della divergenza devo controllare due cose:

- 1. Il campo deve essere di classe C^1 fino al bordo: in questo caso φ è C^∞ fino al bordo quindi non ho problemi.
- 2. Il bordo del dominio deve essere sufficientemente regolare, ad esempio Lipschitziano (in modo tale che la normale sia definita quasi ovunque). Non ho alcuna ipotesi però sul dominio Ω nel teorema: so solo che φ è a supporto compatto, eventualmente molto brutto, contenuto in Ω limitato, allora esiste una palla (centrata nell'origine, ma non importa) che contiene Ω

$$B_M(\mathbf{0}) \supset \Omega$$



allora $\varphi \in \mathcal{D}(B_M(\mathbf{0}))$ (basta estenderla a 0 fuori) e posso applicare il teorema della divergenza direttamente su $B_M(\mathbf{0})$.

Ma allora essendo φ a supporto compatto anche il campo è supporto compatto e si annulla sul bordo:

$$\int_{\Omega} \operatorname{div} \mathbf{F} \ d\mathbf{x} = \underbrace{\int_{\partial \Omega} \mathbf{F} \cdot \boldsymbol{\nu} \ d\sigma}_{=0} = 0$$
 (2.4)

Ricordiamo la formula di derivazione di Leibniz:

$$\operatorname{div}(f\mathbf{G}) = \nabla f \cdot \mathbf{G} + f \operatorname{div} \mathbf{G}.$$

Posso modificare la (2.4):

$$0 = \int_{\Omega} \operatorname{div} \mathbf{F} \ d\mathbf{x} = \int_{\Omega} \operatorname{div} \left(\varphi^{2}(\mathbf{x}) \mathbf{x} \right) \ d\mathbf{x}$$
$$= \int_{\Omega} \left[\underbrace{2\varphi \nabla \varphi}_{\nabla(\varphi^{2})} \cdot \mathbf{x} + \varphi^{2} \underbrace{\operatorname{div} \mathbf{x}}_{=n} \right] d\mathbf{x},$$

cioè, usando Cauchy-Schwarz:

$$n \int_{\Omega} \varphi^{2} d\mathbf{x} = -2 \int_{\Omega} \varphi \nabla \varphi \cdot \mathbf{x} \, d\mathbf{x} \le 2 \left| \int_{\Omega} \varphi \nabla \varphi \cdot \mathbf{x} d\mathbf{x} \right|$$
$$\le 2 \int_{\Omega} |\varphi| |\nabla \varphi| |\mathbf{x}| d\mathbf{x},$$

per ipotesi, se il dominio è limitato, $\Omega \subset B_M(\mathbf{0})$, per cui se $\mathbf{x} \in \Omega$ allora il suo modulo è maggiorato da una certa costante $|\mathbf{x}| \leq M$. Infine per Holder:

$$n \int_{\Omega} \varphi^{2} d\mathbf{x} \leq 2M \int_{\Omega} |\varphi| |\nabla \varphi| d\mathbf{x}$$
$$\leq 2M \left(\int_{\Omega} \varphi^{2} \right)^{1/2} \left(\int_{\Omega} |\nabla \varphi|^{2} \right)^{1/2},$$

quindi semplificando una norma L^2 di φ ottengo:

$$\left(\int_{\Omega} \varphi^2 d\mathbf{x}\right)^{1/2} \leq \underbrace{\frac{2M}{n}}_{CR} \left(\int_{\Omega} |\nabla \varphi|^2\right)^{1/2}.$$

Passo 2.

Per il passo 1 so che

$$\exists c_P: \|\varphi\|_{L^2} \le c_P \|\nabla \varphi\|_{L^2}, \ \forall \varphi \in \mathcal{D}(\Omega).$$

Ma per inclusione densa:

$$u \in H_0^1(\Omega) \iff \varphi_n \xrightarrow{L^2} u, \ \nabla \varphi_n \xrightarrow{L^2} \nabla u,$$

allora per continuità della norma, facendo il limite ottengo

$$\|\varphi_n\|_{L^2} \le c_P \|\nabla \varphi_n\|_{L^2}$$

$$\downarrow$$

$$\|u\|_{L^2} \le c_P \|\nabla u\|_{L^2}$$

OSSERVAZIONE. Con la dimostrazione ho trovato anche una stima della costante c_P :

$$c_P = \frac{2M}{n}$$
.

Tuttavia non è la migliore costante possibile. Quest'ultima si trova pensando a:

$$||u||_{L^2}^2 \le c_P^2 ||\nabla u||_{L^2}^2$$

che è equivalente a dire che

$$\frac{1}{c_P^2} \le \frac{\|\nabla u\|_{L^2}^2}{\|u\|_{L^2}^2},$$

la migliore costante si trova per il valore che minimizza c_P , cioè che massimizza $1/c_P^2$, cioè che minimizza il secondo termine:

$$\frac{1}{c_P^2} = \lambda_1(\Omega) = \min_{u \in H_0^1(\Omega), \ u \neq 0} \frac{\int_{\Omega} |\nabla u|^2}{\int_{\Omega} u^2}$$
(2.5)

 λ_1 è il primo autovalore di $-\Delta$ con condizione di Dirichlet e assume significati fisici importanti:

- la frequenza di base di vibrazione di Ω ,
- è legato alla sopravvivenza in fenomenti di reazione-diffusione.

OSSERVAZIONE. In generale:

$$||u||_{H_1(\Omega)}^2 = ||u||_{L^2(\Omega)}^2 + ||\nabla u||_{L^2(\Omega)}^2$$

Se
$$u \in H_0^1(\Omega)$$
:

$$\|\nabla u\|_{L^{2}(\Omega)}^{2} \le \|u\|_{L^{2}(\Omega)}^{2} + \|\nabla u\|_{L^{2}(\Omega)}^{2} \le (c_{P}^{2} + 1) \|\nabla u\|_{L^{2}(\Omega)}^{2}$$
(2.6)

Quindi in H_0^1 (che ricordiamo è spazio di Hilbert essenso sottospazio chiuso di uno spazio di Hilbert) ci sono due norme equivalenti:

$$||u||_{H^1(\Omega)} \qquad ||\nabla u||_{L^2(\Omega)}$$

A seconda che si preferisca un'analisi numerica o teorica si usano, rispettavemente, la prima o la seconda norma.

Capitolo 3

Un'applicazione: formulazione variazionale per l'equazione di Poisson

Sia $\Omega\subset\mathbb{R}^n$ dominio limitato, $f:\Omega\to\mathbb{R},$ sia dato il problema

$$\begin{cases}
-\Delta u = f & \mathbf{x} \in \Omega \\
u = 0 & \mathbf{x} \in \partial\Omega
\end{cases}$$
(3.1)

Nozioni di soluzione.

u soluzione classica	$u \in C^2(\Omega) \cap C(\overline{\Omega})$ e verifica il sistema. Questo forza che $f \in C(\Omega)$, ci impedisce di studiare forzanti con discontinuità.	
u soluzione debole (o variazionale)	useremo questa!	
u soluzione forte	$u \in H^2(\Omega), \ f \in L^2(\Omega)$ Non si usano molto.	
u soluzione distribuzionale	$u \in \mathcal{D}'(\Omega), \ f \in \mathcal{D}'(\Omega)$ L'identità vale nel senso delle distribuzioni. Non possiamo formalizzare quanto vale al bordo.	

La nozione di soluzione debole permette di scaricare eventuali debolezze della funzione su proprietà più regolari delle funzione test, tramite integrazione per parti.

Come si costruisce la formulazione variazionale?

- Scelgo uno spazio di funzioni test adatto al problema. Con Dirichlet si usa $\mathcal{D}(\Omega)$.
- Suppongo u soluzione classica di (3.1), allora $\forall \varphi \in \mathcal{D}(\Omega)$ moltiplico e integro:

$$-\Delta u = f \quad \Rightarrow \quad \int_{\Omega} -\Delta u \ \varphi \ d\mathbf{x} = \int_{\Omega} f \ \varphi \ d\mathbf{x}$$

integro per parti

$$-\underbrace{\int_{\partial\Omega}\varphi\partial_{\nu}u\ d\sigma}_{=0\ (\text{supp. comp.})} + \int_{\Omega}\nabla u\cdot\nabla\varphi\ d\mathbf{x} = \int_{\Omega}f\varphi\ d\mathbf{x}$$

e ottengo¹

$$\int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla \varphi \ d\mathbf{x} = \int_{\Omega} f \varphi \ d\mathbf{x}, \quad \forall \varphi \in \mathcal{D}(\Omega)$$
(3.2)

Ora vorrei passare dallo spazio delle funzioni test a uno spazio di Hilbert: ambientiamo in **spazi di Sobolev.** So che l'insieme delle funzioni test è denso in $H_0^1(\Omega)$. Adesso bastano le derivate prime di u, e non serve che siano continue, basta che siano integrabili.

$$\int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla \varphi_n \ d\mathbf{x} = \int_{\Omega} f \varphi_n \ d\mathbf{x}, \quad \forall \varphi_n \in \mathcal{D}(\Omega)$$

$$\downarrow \varphi_n \xrightarrow{H^1} v$$

$$\int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla v \ d\mathbf{x} = \int_{\Omega} f v \ d\mathbf{x}, \quad \forall v \in H_0^1(\Omega)$$

Allora ho finalmente trovato la mia formulazione debole (o variazionale) del problema (3.1):

Trovare
$$u \in H_0^1(\Omega)$$
: $\int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla v \ d\mathbf{x} = \int_{\Omega} f v \ d\mathbf{x}, \ \forall v \in H_0^1(\Omega)$ (3.3)

questa formulazione ha senso per funzioni molto meno regolari di quelle richieste dal problema classico (basta $u \in H_0^1(\Omega)$).

Posso risolvere il problema (ovvero dimostrarne unicità ed esistenza) con Lax-Milgram o Riesz. Riscrivendo la formulazione variazionale in termini dei teoremi, dobbiamo trovare:

$$u \in V$$
 t.c. $a(u, v) = Fv, \forall v \in V$

con:

- $V = H_0^1(\Omega)$ (Hilbert)
- $a(u,v) = \int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla v \ d\mathbf{x}$ (forma bilineare)
- $Fv = \int_{\Omega} fv \ d\mathbf{x}$ (lineare)

Abbiamo due punti di vista, come detto anche prima nell'equivalenza tra le norme:

1. Punto di vista "analitico":

$$\boxed{\|u\|_{H^1_0} = \|\nabla u\|_{L^2}} \quad \Rightarrow \quad a(u,v) = (u,v)_{H^1_0}.$$

Per il teorema di **Riesz** se $F \in V^{*2}$

$$\exists ! \ u, \ \|u\| = \|F\|_*$$

$$\int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla \varphi = \int_{\Omega} f \varphi, \quad \forall \varphi \in \mathcal{D}.$$

Posso integrare per parti

$$\int_{\partial\Omega}\partial u\varphi d\sigma - \int_{\Omega}\Delta u\varphi = \int_{\Omega}f\varphi \ \Rightarrow \ \int_{\Omega}(-\Delta u - f)\varphi = 0, \ \forall \varphi$$

Ho una proprietà vera per tutte le funzioni test, che sono dense in $L^2(\Omega)$, posso portare questa proprietà in L^2 :

$$(-\Delta u - f, w)_{L^2} = \int_{\Omega} (-\Delta u - f)w = 0, \quad \forall w \in L^2(\Omega).$$

Quindi

$$-\Delta u - f = 0$$
 q.o. in Ω ,

ma essendo u di classe C^2 (quindi Δu continuo) e f continua, allora abbiamo due funzioni continue uguali quasi ovunque, quindi sono uguali ovunque:

$$-\Delta u = f$$
 ovunque in Ω .

¹Vale anche il **principio di coerenza**: partendo dalla formulazione variazionale posso tornare indietro. Sia $u \in C^2(\Omega) \cap C(\overline{\Omega})$ e tale che:

²La notazione indica il duale.

2. Punto di vista "numerico":

$$||u||_{H_0^1} = ||u||_{H^1}$$

cioè anche

$$||u||_{H_0^1}^2 = ||u||_{H^1}^2 = ||u||_{L^2}^2 + ||\nabla u||_{L^2}^2$$

Applico Lax-Milgram. Devo verificare:³

 \bullet a continua

$$|a(u,v)| = \left| \int_{\Omega} \nabla u \cdot \nabla v \right| \le \|\nabla u\|_{L^{2}} \|\nabla v\|_{L^{2}} \le \|u\|_{H^{1}} \|v\|_{H^{1}}$$

• a coerciva

$$a(u,u) = \int_{\Omega} |\nabla u|^2 dx \stackrel{?}{\geq} \alpha ||u||^2_{H^1(\Omega)}$$

per Poincaré usato come in (2.6)

$$\int_{\Omega} |\nabla u|^2 dx \ge \frac{1}{1 + c_P^2} ||u||_{H^1(\Omega)}^2.$$

In entrambi i casi mi manca in realtà un ultimo tassello: F deve essere lineare e continuo.

È chiaramente lineare, quindi dimostro la continuità con la limitatezza. Facendo la nostra ultima ipotesi, ovvero $f \in L^2(\Omega)$, e applicando Cauchy-Schwartz

$$|Fv| = \left| \int_{\Omega} fv \ d\mathbf{x} \right| \le ||f||_{L^{2}(\Omega)} ||v||_{L^{2}(\Omega)} = (*)$$

$$(*) \le ||f||_{L^{2}(\Omega)} ||v||_{H^{1}(\Omega)} \qquad \text{(per approccio numerico)}$$

$$(*) \le ||f||_{L^{2}(\Omega)} ||\nabla v||_{L^{2}(\Omega)} \qquad \text{(per approccio analitico)}$$

In entrambi i casi possiamo concludere:

Teorema 3.1. Data $f \in L^2(\Omega)$ $\exists ! \ u \in H^1_0(\Omega)$ soluzione variazionale del problema di Dirichlet e ho anche una $stima\ di\ stabilit\grave{a}$:

$$||u||_{H^1(\Omega)} \le (1 + c_P^2) ||f||_{L^2(\Omega)}$$

Dove la stima di stabilità è ricavata da

$$||u||_V \le \frac{1}{\alpha} ||F||_*$$
, con $\alpha = \frac{1}{1 + c_P^2}$, $||F||_* \le ||f||_{L^2}$.

Notiamo anche che $f \in L^2$ è una richiesta molto ragionevole e consente, oltre che funzioni discontinue, anche funzioni che esplodono! È già molto meno bella rispetto a quanto chiedevamo che fosse continua.

Il fatto è che se $f \in L^2$ allora esiste un'unica soluzione in H_0^1 , ma se è continua non è detto che esista (se esiste è unica).

Solo per completezza (questo argomento sarà trattato nella parte numerica) vediamo cosa succede con condizioni al bordo diverse. Lavoriamo in n=1 con un'equazione di diffusione-reazione lineare

$$\begin{cases} -u''(x) + \mu(x)u = f(x) & a < x < b \\ u'(b) + \alpha u(b) = u_1 \\ -u'(a) + \alpha u(a) = u_0 & \alpha \ge 0 \end{cases}$$

Con $\alpha = 0$ ho Neumann, con $\alpha > 0$ ho Robin.

Sia $v \in C^{\infty}([a,b])$ (molto regolare, ma non si anulla al bordo), moltiplico l'equazione e integro

$$\int_{a}^{b} -u''v + \mu uv = \int_{a}^{b} fv$$

³Con Riesz non era necessario usando il prodotto scalare.

integrando per parti

$$-u'(b)v(b) + u'(a)v(a) + \underbrace{\int_a^b [u'v' + \mu uv]}_{\text{forma bilineare}} = \underbrace{\int_a^b fv}_{\text{forma lineare}}$$

per tentare di dare una formulazione debole devo prendere

$$u \in H^1(a, b)$$

 $v \in H^1(a, b)$

allora v(a), v(b) hanno senso (essendo v continua fino al bordo). Le derivate di u, v sono funzioni di L^2 quindi il problema sta nei termini u'(a), u'(b) che non hanno senso. Posso risolvere utilizzando le condizioni al bordo:

$$-\underbrace{(u_1-\alpha u(b))}_{u'(b)}v(b) + \underbrace{(\alpha u(a)-u_0)}_{u'(a)}v(a) + \underbrace{\int_a^b [u'v'+\mu uv]}_{\text{forma bilineare}} = \underbrace{\int_a^b fv}_{\text{forma lineare}}$$

ora possiamo distinguere cose che sono bilineari e cose che sono semplicemente lineari. Ciò che contiene u va a sinistra, ciò che è senza u va a destra:

$$\underbrace{\alpha u(b)v(b) + \alpha u(a)v(a) + \int_a^b \left[u'v' + \mu uv\right]}_{a(u,v)} = \underbrace{u_1v(b) + u_0v(a) + \int_a^b fv}_{Fv}.$$