
Matematica per le scuole superiori

basics

Oct 29, 2024

CONTENTS

Questo libro fa parte del materiale pensato per [le scuole superiori](#)

Obiettivi

- Descrizione dello spazio e di oggetti (matematici e fisici) nello spazio
- ...

Argomenti

Argomenti principali

Vettori. Algebra e cenni di calcolo vettoriale in spazi euclidei (con coordinate cartesiane).

Geometria analitica nel piano e nello spazio.

Calcolo infinitesimale.

Statistica.

Argomenti utili

Lista di argomenti utili, per trattare in maniera sufficientemente completa gli argomenti principali, anche se possono non essere svolti in maniera esaustiva: anche se le sezioni verranno scritte in maniera completa, si può pensare che queste siano solo sezioni di “appoggio” o di approfondimento personale per i più curiosi. Questi argomenti possono costituire il corpo vero e proprio della miscellanea di matematica per il triennio.

Serie e successioni.

Algebra complessa e cenni di calcolo complesso.

Algebra lineare.

Pre-requisiti

Insiemistica e logica.

Algebra sui numeri reali.

Geometria euclidea.

Part I

Vettori

basics

Oct 22, 2024

1 min read

VETTORI

Mentre alcune grandezze possono essere rappresentate completamente da un numero (e un'unità di misura, se necessaria), molte altre grandezze richiedono una quantità maggiore di informazioni.

I limiti dei numeri scalari. Ad esempio, le frasi:

- “preparo 150 *g* di riso”
- “oggi è una bella giornata di primavera con temperatura massima prevista di 25°C”
- “il treno ha impiegato 20 minuti”

non lasciano alcun dubbio sulla quantità di riso, sulla previsione della temperatura, e sulla durata del viaggio.

D'altra parte, le frasi:

- “l'oasi si trova a 5 *km* da qui”
- “l'aereo è passato qui sopra a 500 *km/h*”
- “il ciclista ha ricevuto una spinta dai tifosi”

lasciano molti dubbi sulla situazione descritta. Se mi trovassi disidratato nel deserto mi farebbe piacere sapere che c'è un'oasi nei paraggi, ma mi farebbe ancora più piacere conoscere in quale direzione devo andare. La seconda frase non mi permette di decidere in quale direzione guardare per cercare l'aereo, se mi fossi perso il passaggio sopra la mia testa. La terza frase contiene ancora meno informazioni: ha ricevuto una spinta, ok, ma di quale entità? E in quale direzione? L'ha aiutato, l'ha frenato, l'ha sbilanciato?

La differenza della completezza dell'informazione è dovuta al fatto che:

- **massa, temperatura, tempo** sono **grandezze scalari**, che possono essere completamente rappresentate con un solo numero, con l'opportuna unità di misura,
- **spostamento, velocità, forza** sono **grandezze vettoriali**, che per essere rappresentate completamente hanno bisogno di un'informazione su intensità e verso.

Introduzione ai vettori.

- **Geometria nello spazio euclideo.**
- **Algebra vettoriale.**
- **Cenni di calcolo vettoriale.**

basics

Oct 22, 2024

1 min read

1.1 Spazio euclideo e vettori

Definizione di uno spazio euclideo, E^n .

- **Idea.** Lo spazio euclideo è una formalizzazione dell'idea di spazio alla quale siamo abituati nella **vita di tutti i giorni**, e ancora più di noi, l'unica idea di spazio alla quale erano abituati gli esseri umani fino al XIX secolo. Pensiamo allo spazio di tutti i giorni come uno **spazio assoluto** e **omogeneo** (**todo** è corretto attribuire il concetto di omogeneità allo spazio?), nel senso che la misura di distanze e di angoli, le relazioni di congruenza non variano se vengono valutate in diversi punti dello spazio (**todo** migliorare spiegazione; aggiungere immagini?). Ad esempio, lo spazio euclideo di due dimensioni è quello descritto dai 5 postulati della geometria di Euclide, **quinto postulato** incluso.
- Gli elementi dell'insieme E^n vengono chiamati punti.
- Tra due punti P, Q è possibile tracciare uno e un solo segmento orientato, $\overrightarrow{QP} = P - Q$, definito **vettore euclideo**, o **vettore spaziale**
- Operazioni:
 - somma vettoriale:

$$\begin{aligned}\overrightarrow{QP} &= \overrightarrow{QR} + \overrightarrow{RP} \\ (P - Q) &= (R - Q) + (P - R)\end{aligned}$$

- moltiplicazione per uno scalare: **todo**
- Spazio vettoriale euclideo: definizione di un punto come origine
- Base vettoriale
- Norma, prodotto interno, prodotto vettoriale nello spazio euclideo 3-dimensionale.
 - **todo.** introdurre le definizioni di **spazio metrico con prodotto interno**
- **Invarianza**
 - carattere assoluto dei vettori, che li rendono gli strumenti fondamentali per la formulazione di teorie che non dipendono dall'osservatore o da scelte arbitrarie
 - invarianza di:
 - * vettori
 - * operazioni sui vettori

Confronto tra:

- **Spazi vettoriali e basi.**
- **Spazi e sistemi di coordinate.**
 - Esempi: diversi sistemi di coordinate (2D: cartesiane, cartesiane “ruotate”, “lineari”, polari,...; 3D: cartesiane, cilindriche, sferiche,...)
 - Introduzione al calcolo vettoriale

basics

Oct 22, 2024

1 min read

1.2 Algebra vettoriale

Definizione. Uno spazio vettoriale è una struttura algebrica formata da:

- un insieme V , i cui elementi sono chiamati **vettori**
- un campo K (di solito quello dei numeri reali \mathbb{R} o complessi \mathbb{C}), i cui elementi sono chiamati **scalari**
- due operazioni chiuse rispetto all'insieme V chiamate:
 - somma vettoriale
 - moltiplicazione per uno scalare, che soddisfano determinate proprietà che verranno elencate in seguito.

Un'operazione è chiusa rispetto a un'insieme, se il risultato delle operazioni è un elemento dell'insieme.

Nel seguito del capitolo verranno considerati solo campi vettoriali definiti sui numeri reali, per i quali $\mathcal{K} = \mathbb{R}$.

Operazioni sui vettori: definizione di spazio vettoriale.

- La **somma** tra due vettori $\mathbf{v}, \mathbf{w} \in V$ è il vettore

$$\vec{v} + \vec{w} \in \mathcal{V}$$

- La **moltiplicazione per uno scalare** di un vettore $\mathbf{v} \in \mathcal{V}$ per uno scalare $\alpha \in \mathbb{R}$ è il vettore

$$\alpha \vec{v} \in \mathcal{V}$$

Queste due operazioni devono soddisfare le seguenti proprietà:

- proprietà commutativa della somma

$$\mathbf{u} + \mathbf{v} = \mathbf{v} + \mathbf{u} \quad \forall \mathbf{u}, \mathbf{v} \in V$$

- proprietà associativa della somma

$$(\mathbf{u} + \mathbf{v}) + \mathbf{w} = \mathbf{u} + (\mathbf{v} + \mathbf{w}) \quad \forall \mathbf{u}, \mathbf{v}, \mathbf{w} \in V$$

- esistenza dell'elemento neutro della somma

$$\exists \mathbf{0}_V \in V \quad s.t. \quad \mathbf{u} + \mathbf{0}_V = \mathbf{u} \quad \forall \mathbf{u} \in V$$

- esistenza dell'elemento inverso della somma

$$\forall \mathbf{u} \in V \exists \mathbf{u}' \in V \quad s.t. \quad \mathbf{u} + \mathbf{u}' = \mathbf{0}$$

- proprietà associativa del prodotto scalare

$$(\alpha\beta)\mathbf{u} = \alpha(\beta\mathbf{u}) \quad \forall \alpha, \beta \in K, \mathbf{u} \in V$$

- esistenza dell'elemento neutro della moltiplicazione per uno scalare

$$\exists 1 \in K \quad s.t. \quad 1 \mathbf{u} = \mathbf{u} \quad \forall \mathbf{u} \in V$$

- proprietà distributiva della moltiplicazione per uno scalare

$$(\alpha + \beta)\mathbf{u} = \alpha\mathbf{u} + \beta\mathbf{u}$$

$$\alpha(\mathbf{u} + \mathbf{v}) = \alpha\mathbf{u} + \alpha\mathbf{v}$$

Base di uno spazio In uno spazio vettoriale, ogni vettore può essere rappresentato come una combinazione lineare di un insieme di vettori dello spazio, opportunamente scelti. Il numero minimo di questi vettori è definita come dimensione dello spazio vettoriale.

Prodotto scalare - o prodotto interno.

$$\vec{v} \cdot \vec{w} : \mathcal{V} \times \mathcal{V} \rightarrow \mathbb{R}$$

$$\vec{v} \cdot \vec{w} = |\vec{v}| |\vec{w}| \cos \theta_{\vec{v}\vec{w}}$$

Prodotto vettoriale.

$$\vec{v} \times \vec{w} : \mathcal{V} \times \mathcal{V} \rightarrow \mathcal{V}$$

$$\vec{v} \times \vec{w} = \hat{k} |\vec{v}| |\vec{w}| \sin \theta_{\vec{v}\vec{w}}$$

Base cartesiana. $\{\hat{e}_i\}_{i=1:n^d}, \{\hat{x}, \hat{y}, \hat{z}\},$

$$\hat{x} \cdot \hat{x} = \hat{y} \cdot \hat{y} = \hat{z} \cdot \hat{z} = 1$$

$$\hat{x} \cdot \hat{y} = \hat{y} \cdot \hat{z} = \hat{z} \cdot \hat{x} = 0$$

e usando il prodotto vettore per definire l'orientazione dei 3 vettori,

$$\hat{x} \times \hat{y} = \hat{z}$$

$$\hat{y} \times \hat{z} = \hat{x}$$

$$\hat{z} \times \hat{x} = \hat{y}$$

Un vettore può essere scritto in una base cartesiana come

$$\vec{v} = v_x \hat{x} + v_y \hat{y} + v_z \hat{z}$$

Una coordinata del vettore è semplicemente

$$v_x = \hat{x} \cdot \vec{v}.$$

Somma di vettori e moltiplicazione per uno scalare

$$\begin{aligned} \vec{v} + \vec{w} &= (v_x \hat{x} + v_y \hat{y} + v_z \hat{z}) + (w_x \hat{x} + w_y \hat{y} + w_z \hat{z}) = \\ &= (v_x + w_x) \hat{x} + (v_y + w_y) \hat{y} + (v_z + w_z) \hat{z} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} a\vec{v} &= a(v_x \hat{x} + v_y \hat{y} + v_z \hat{z}) = \\ &= (av_x) \hat{x} + (av_y) \hat{y} + (av_z) \hat{z} \end{aligned}$$

Il prodotto scalare diventa quindi

$$\begin{aligned} \vec{v} \cdot \vec{w} &= (v_x \hat{x} + v_y \hat{y} + v_z \hat{z}) \cdot (w_x \hat{x} + w_y \hat{y} + w_z \hat{z}) = \\ &= v_x w_x + v_y w_y + v_z w_z \end{aligned}$$

mentre il prodotto vettoriale

$$\begin{aligned} \vec{v} \times \vec{w} &= (v_x \hat{x} + v_y \hat{y} + v_z \hat{z}) \times (w_x \hat{x} + w_y \hat{y} + w_z \hat{z}) = \\ &= (v_y w_z - v_z w_y) \hat{x} + (v_z w_x - v_x w_z) \hat{y} + (v_x w_y - v_y w_x) \hat{z} = \end{aligned}$$

1.2.1 Calcolo vettoriale in spazi euclidei, usando coordinate cartesiane

Part II

Geometria analitica

GEOMETRIA ANALITICA

- La geometria analitica si occupa dello studio delle figure geometriche nello spazio tramite l'uso di **sistemi di coordinate**: la scelta può essere arbitraria, spesso guidata da criteri di “comodità”; i risultati sono indipendenti dalla scelta
- L'utilizzo di un sistema di coordinate per la descrizione dello spazio produce un legame tra la **geometria** e l'**algebra**:
 - da un lato, le entità geometriche possono essere rappresentate con funzioni, equazioni e/o disequazioni che coinvolgono le coordinate;
 - dall'altro, ai problemi algebrici si può dare un'interpretazione geometrica;
- Nel 1637 Cartesio formalizzò le basi della geometria analitica, o geometria cartesiana, nel libro *Geometria*, introdotto dal suo più famoso *Discorso sul metodo*.
- Il lavoro di Cartesio fornisce strumenti fondamentali usati nella seconda metà del XVII secolo da Newton e Leibniz per sviluppare il calcolo infinitesimale, e in contemporaneamente la meccanica razionale di Newton.

Argomenti.

- **Spazi euclidei**
- **Geometria nel piano - spazio euclideo 2D, E^2**
 - Sistemi di coordinate Cartesiane e polari; trasformazione tra sistemi di coordinate: polari e cartesiane; cartesiano-cartesiano: traslazione e rotazione
 - Punti
 - Rette
 - Coniche **todo** parabola, ellisse, iperbole: def, caratteristiche, descrizione in coord. cartesiane e polari; riferimento a gravitazione in meccanica classica
- **Geometria nello spazio euclideo 3D, E^3**
 - Sistemi di coordinate
 - Punti
 - Rette
 - Piani
 - Cono e rivisitazione delle coniche
 - Superfici quadratiche

basics

Oct 22, 2024

2 min read

SPAZIO EUCLIDEO

Approccio storico-applicativo

- *Elementi di Euclide*: formulazione assiomatica della geometria, partendo dalla definizione di concetti primitivi e postulati (5), viene sviluppata la teoria in teoremi e corollari, tramite un procedimento deduttivo.
- Qualitativamente, la geometria di Euclide corrisponde alla concezione quotidiana dello spazio nel quale viviamo. Lo spazio euclideo fornisce il modello di spazio per la meccanica di Newton, formulata nel XVII secolo, e che rimane un ottimo modello ampiamente usato tutt'oggi per l'evoluzione di sistemi con dimensioni caratteristiche sufficientemente maggiori della scala atomica, e velocità caratteristiche sufficientemente minori della velocità della luce.
- Una definizione più moderna di uno spazio euclideo si basa sulle traslazioni (**todo** citare Bowen, *Introduction to tensors and vectors*). Sia E un insieme di elementi, definiti **punti**, e V lo spazio vettoriale (**todo** riferimento al capitolo sui vettori) delle traslazioni, E viene definito uno spazio euclideo se esiste una funzione $f : E \times E \rightarrow V$ che associa a due punti dell'insieme E uno e un solo vettore traslazione $v \in V$ tale che
 1. $f(x, y) = f(x, z) + f(z, y)$ per ogni $x, y, z \in E$
 2. per $\forall x \in E, v \in V, \exists! y \in E$ tale che $f(x, y) = v$
- **todo** Dato uno spazio euclideo, si può usare un punto O chiamato **origine**, per definire uno spazio vettoriale associando ogni punto P dello spazio euclideo E al vettore traslazione $\vec{v} = P - O \in V$ **todo** differenza tra spazi vettoriali e spazi affini
- Seguendo l'approccio di *Cartesio*, i punti di uno spazio possono essere rappresentati da un **sistema di coordinate** (**todo** coordinate: funzioni scalari definite nello spazio). *A volte non si riesce a rappresentare tutto lo spazio con un solo insieme di coordinate, ma servono più carte di coordinate, che si sovrappongono in alcune regioni, per poter ricavare una transizione tra due mappe differenti.* Il numero di coordinate necessario e sufficiente a rappresentare tutti i punti dello spazio coincide con la **dimensione** dello spazio. In questa maniera, ogni punto x in uno spazio n -dimensionale, o in un suo sottoinsieme, può essere identificato dal valore di n funzioni scalari definite nello spazio, definite coordinate.

$$x(q^1, q^2, \dots, q^n).$$

- Tra le infinite scelte possibili di un sistema di coordinate, esistono alcuni sistemi particolari, i sistemi di **coordinate cartesiane** **todo** definire le coordinate cartesiane associandole alle traslazioni $\{\hat{e}_k\}_{k=1:n}$
- Tra i sistemi di coordinate cartesiane, i sistemi di **coordinate cartesiane ortonormali** sono associati a traslazioni unitarie in direzioni ortogonali tra di loro. Usando un sistema di coordinate cartesiane ortogonali, è possibile definire uno spazio euclideo come uno spazio in cui sono valide le espressioni:
 - il prodotto interno:

$$\vec{u} \cdot \vec{v} = \sum_k u^k v^k$$

- la norma di un vettore (indotta dal prodotto interno), o della distanza tra due punti che definiscono il vettore \vec{v}

$$|\vec{u}|^2 = \vec{u} \cdot \vec{u} = \sum_k u^k u^k,$$

ossia si può usare il **teorema di Pitagora** per il calcolo delle distanze.

- **todo** cenni a spazi/geometrie non euclidee: esempi, e criteri “avanzati” per la definizione (basati su curvatura, geodesiche,...), e conseguenze,...

basics

Oct 22, 2024

1 min read

GEOMETRIA ANALITICA NEL PIANO

La geometria analitica nel piano si occupa della descrizione dello spazio bidimensionale euclideo e delle entità geometriche in esso, grazie all'uso di sistemi di coordinate (q^1, q^2) .

- **Sistemi di coordinate, e punti nello spazio.** Vengono presentati alcuni sistemi di coordinate che risulteranno utili nello studio della geometria analitica nel piano, e le regole di trasformazione tra di esse.
- **Angoli e distanze.** Viene definita la struttura di uno spazio euclideo tramite la definizione degli angoli e delle distanze usando sistemi di coordinate cartesiane ortonormali, e le definizioni di prodotto interno (**todo** e prodotto vettoriale?).
- **Curve.** Vengono definite le curve nel piano, come relazioni tra le coordinate di un sistema di coordinate. **todo** *l'equazione di una curva rappresenta un tra la geometria e l'algebra tipico della geometria analitica.* Vengono poi studiate alcune curve particolari:
 - **Rette:**
 - * equazione
 - * posizione relativa punto-retta, distanza punto-retta, posizione relativa retta-retta
 - **Coniche:**
 - * introduzione: ...motivazione della loro importanza (gravitazione, ottica,...)
 - * def, equazioni e caratteristiche con un'opportuna scelta del sistema di coordinate; successivamente traslazione e rotazione
 - * ...

4.1 Sistemi di coordinate

4.1.1 Esempi

Sistema di coordinate cartesiane ortonormale. (x, y)

Sistema di coordinate polari. (r, θ) . La legge di trasformazione delle coordinate tra un sistema di coordinate cartesiane ortonormale e un sistema di coordinate polari, con la stessa origine e l'asse x come direzione di riferimento per la misura dell'angolo θ è

$$\begin{cases} x = r \cos \theta \\ y = r \sin \theta . \end{cases}$$

todo. Aggiungere immagine

4.1.2 Trasformazione di coordinate

Vengono discusse alcune leggi di trasformazione tra le coordinate di diversi sistemi di coordinate.

Traslazione dell'origine di due sistemi cartesiani con assi allineati.

$$\begin{cases} x' = x - x_{O'} \\ y' = y - y_{O'} \end{cases}$$

$$\underline{x}' = \underline{x} - \underline{x}_{O'}$$

Rotazione degli assi di due sistemi cartesiani con stessa origine.

$$\begin{cases} x' = x \cos \theta + y \sin \theta \\ y' = -x \sin \theta + y \cos \theta \end{cases}$$

$$\underline{x}' = R \underline{x}$$

Traslazione dell'origine e rotazione degli assi di due sistemi di coordinate cartesiane.

todo L'ordine delle trasformazioni è importante

$$x \rightarrow T \rightarrow x' \rightarrow R \rightarrow x''$$

$$\underline{x}' = \underline{x} - \underline{x}_{O'}$$

$$\underline{x}'' = R \underline{x}' = R(\underline{x} - \underline{x}_{O'})$$

$$x \rightarrow R \rightarrow x' \rightarrow T \rightarrow x''$$

$$\underline{x}' = R \underline{x}$$

$$\underline{x}'' = \underline{x}' - \underline{x}_{O''} = R \underline{x} - \underline{x}_{O''}$$

Altri esempi di coordinate e trasformazioni di coordinate. todo. come esercizio?

4.2 Distanze e angoli

4.2.1 Distanza tra punti

Usando un sistema di coordinate cartesiane, la distanza tra due punti nel piano viene calcolata usando il teorema di Pitagora ,

$$d_{12} = |P_2 - P_1| = \sqrt{(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2}$$

In maniera equivalente viene il modulo (o lunghezza) di un vettore $\vec{v} = v_x \hat{x} + v_y \hat{y}$,

$$|\vec{v}| = \sqrt{v_x^2 + v_y^2}.$$

4.2.2 Angoli tra direzioni

Nello spazio euclideo, una direzione con verso può essere identificata da un vettore \vec{v} . Date due direzioni con verso identificate dai vettori \vec{u}, \vec{v} , l'angolo formato tra i due vettori può essere identificato dalla proiezione di un vettore sull'altro tramite il prodotto interno

$$\vec{u} \cdot \vec{v} := |\vec{u}| |\vec{v}| \cos \theta_{uv},$$

e usando un sistema di coordinate cartesiano

$$\vec{u} \cdot \vec{v} = u_x v_x + u_y v_y.$$

todo Dimostrazione con $\vec{u} = u_x \hat{x} + u_y \hat{y}$, $\vec{v} = v_x \hat{x} + v_y \hat{y}$, $\hat{x} \cdot \hat{x} = \hat{y} \cdot \hat{y} = 1$, $\hat{x} \cdot \hat{y} = 0$.

4.3 Curve nel piano

Una curva nello spazio euclideo E^2 , nel piano, è un luogo dei punti del piano che possono essere identificati da una relazione tra le coordinate di un sistema di coordinate.

Esempi. todo. grafici

4.3.1 Rappresentazioni di una curva

Dato un sistema di coordinate (q^1, q^2) che descrive il piano, una curva γ può essere rappresentata in diverse maniere:

Rappresentazione esplicita.

$$\gamma : q^2 = f(q^1)$$

todo. limiti di questa rappresentazione

Rappresentazione implicita.

$$\gamma : F(q^1, q^2) = 0$$

todo. limiti di questa rappresentazione

Rappresentazione parametrica.

$$\gamma(s) : \begin{cases} q^1 = f^1(s) \\ q^2 = f^2(s) \end{cases}$$

4.3.2 Esempi

4.4 Rette nel piano

4.4.1 Definizioni ed equazione

Per Euclide, il concetto di retta è un concetto primitivo.

Per trovare l'equazione di una retta, si possono usare delle definizioni equivalenti.

Def. 1 Passaggio per un punto e direzione: equazione parametrica.

$$P = P_0 + \lambda \vec{v}$$

$$r : \begin{cases} x(p) = x_0 + p d_x \\ y(p) = y_0 + p d_y \end{cases} \quad \text{o} \quad \mathbf{r}(p) = \mathbf{r}_0 + p \mathbf{d}$$

Def. 2 Una retta è il luogo geometrico dei punti equidistanti da due punti distinti nel piano, P_1, P_2 . Usando un sistema di coordinate cartesiano, $P_1 = (x_1, y_1)$, $P_2 = (x_2, y_2)$, mentre le coordinate di un punto P appartenente alla retta sono (x, y)

$$|P - P_1| = |P - P_2|$$

$$\begin{aligned} (x - x_1)^2 + (y - y_1)^2 &= (x - x_2)^2 + (y - y_2)^2 \\ x^2 - 2xx_1 + x_1^2 + y^2 - 2yy_1 + y_1^2 &= x^2 - 2xx_2 + x_2^2 + y^2 - 2yy_2 + y_2^2 \\ 2(x_2 - x_1)x + 2(y_2 - y_1)y - x_1^2 - y_1^2 - x_2^2 - y_2^2 &= 0 \end{aligned}$$

4.4.2 Posizioni reciproche

Posizione reciproca di punto e retta

Punto appartenente alla retta. Una retta r passa per un punto P assegnato se le coordinate del punto P soddisfano le equazioni che descrivono la retta.

Distanza punto-retta. per calcolare la distanza punto-retta si può

Posizione reciproca di rette

Rette coincidenti. Due rette sono coincidenti se si possono scrivere le loro equazioni come

$$r_1 : \mathbf{r}_1(p_1) = \mathbf{r}_{1,0} + p_1 \mathbf{d}_1$$

$$r_2 : \mathbf{r}_2(p_2) = \mathbf{r}_{2,0} + p_2 \mathbf{d}_2$$

con

$$\mathbf{r}_{1,0} = \mathbf{r}_{2,0} \quad , \quad \mathbf{d}_1 \propto \mathbf{d}_2$$

Rette parallele nel piano.

$$\mathbf{d}_1 \propto \mathbf{d}_2$$

Rette incidenti.

$$\mathbf{d}_1 \cdot \mathbf{d}_2 \neq 0$$

Rette incidenti perpendicolari.

$$(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_{0,1}) \cdot \mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_{0,2} = 0 \quad , \quad \mathbf{d}_1 \cdot \mathbf{d}_2 = 0$$

4.4.3 Distanza punto retta

Dato il punto $P_1 = (x_1, y_1)$, $r : ax + by + c = 0$,

$$|r - P_1| = \min_{P \in r} |P - P_1|$$

$$|r - P_1|^2 = (x - x_1)^2 + (y - y_1)^2$$

4.5 Coniche

Le coniche sono curve che possono essere ottenute come intersezione tra un piano e un (doppio) cono circolare retto **todo** Aggiungere collegamento alla pagina della geometria 3D, con dimostrazione.

Queste curve compaiono in alcuni ambiti di interesse pratico:

- ottica e acustica geometrica
- gravitazione: secondo la meccanica di Newton, i corpi celesti descrivono traiettorie nello spazio che hanno la forma delle curve coniche:
- in altri ambiti della scienza in cui compaiono funzioni quadratiche

Per la loro relativa semplicità e frequenza con la quale appaiono in diverse applicazioni, lo studio delle coniche si presenta come utile argomento per l'applicazione delle nozioni di geometria analitica apprese finora.

Le coniche possono essere definite tramite pochi elementi geometrici caratteristici, come un punto di riferimento F detto **fuoco** e una retta di riferimento d detta **direttrice**.

- equazione delle coniche usando le coordinate cartesiane
- equazione delle coniche usando le coordinate polari
- proprietà geometriche delle coniche
- coniche come sezione di un cono circolare
- coniche e gravitazione di Newton

4.6 Coniche nel piano

- Sezioni di un cono
- Definibili tramite le distanze dei loro punti da punti (centro o fuochi) e rette caratteristiche (direttrici)
- Espressioni usando coordinate cartesiane e polari
- Proprietà “ottiche”
- Applicazioni nella teoria della gravitazione di Newton

4.6.1 Circonferenza

Definizione. Una circonferenza è il luogo dei punti equidistanti da un punto C dato, detto centro della circonferenza. La distanza tra i punti della circonferenza e il centro viene definito raggio della circonferenza.

$$|P - C| = R$$

Equazione in coordinate cartesiane. Per ricavare l'equazione di una circonferenza in coordinate cartesiane, si usa la formula per il calcolo della distanza tra punti. Se si sceglie un sistema di coordinate cartesiane con origine in C s.t. $(x_C, y_C) = (0, 0)$, la condizione che identifica le coordinate cartesiane (x, y) dei punti di una circonferenza di raggio R centrata in C

$$R^2 = |P - C|^2 = x^2 + y^2,$$

cioè

$$x^2 + y^2 = R^2.$$

Equazione in coordinate polari. Usando un sistema di coordinate polari $\{r, \theta\}$ con origine nel centro della circonferenza, la condizione che identifica una circonferenza di raggio R è

$$r = R$$

4.6.2 Parabola

$$|P - d| = |P - F|$$

Equazione in coordinate cartesiane.

$$\begin{aligned}\left(y + \frac{d}{2}\right)^2 &= x^2 + \left(y - \frac{d}{2}\right)^2 \\ y^2 + dy + \frac{d^2}{4} &= x^2 + y^2 - dy + \frac{d^2}{4} \\ y &= \frac{1}{4d}x^2\end{aligned}$$

4.6.3 Ellisse

$$|P - F_1| + |P - F_2| = 2a$$

Con la scelta $F_1 \equiv (-c, 0)$, $F_2 \equiv (c, 0)$

$$\begin{aligned}\sqrt{(x+c)^2 + y^2} &= 2a - \sqrt{(x-c)^2 + y^2} \\ x^2 + 2cx + c^2 + y^2 &= 4a^2 - 4a\sqrt{(x-c)^2 + y^2} + x^2 - 2cx + c^2 + y^2 \\ 4a\sqrt{(x-c)^2 + y^2} &= 4a^2 - 4cx \\ a^2x^2 - 2a^2cx + a^2c^2 + a^2y^2 &= a^4 - 2a^2cx + c^2x^2 \\ (a^2 - c^2)x^2 + a^2y^2 &= a^2(a^2 - c^2) \\ \frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} &= 1\end{aligned}$$

avendo definito $b^2 := a^2 - c^2$.

4.6.4 Iperbole

$$||P - F_1| - |P - F_2|| = 2a$$

Con la scelta $F_1 \equiv (-c, 0)$, $F_2 \equiv (c, 0)$

$$\begin{aligned}\sqrt{(x+c)^2 + y^2} &= \mp 2a + \sqrt{(x-c)^2 + y^2} \\ x^2 + 2cx + c^2 + y^2 &= 4a^2 \mp 4a\sqrt{(x-c)^2 + y^2} + x^2 - 2cx + c^2 + y^2 \\ \pm 4a\sqrt{(x-c)^2 + y^2} &= 4a^2 - 4cx \\ a^2x^2 - 2a^2cx + a^2c^2 + a^2y^2 &= a^4 - 2a^2cx + c^2x^2 \\ (a^2 - c^2)x^2 + a^2y^2 &= a^2(a^2 - c^2) \\ \frac{x^2}{a^2} - \frac{y^2}{b^2} &= 1\end{aligned}$$

avendo definito $b^2 := c^2 - a^2$.

4.7 Coniche nel piano: coordinate polari

Le coniche possono essere anche caratterizzate dal valore dell'eccentricità,

$$e = \frac{\text{dist}(\text{punto}, \text{fuoco})}{\text{dist}(\text{punto}, \text{direttrice})} = \frac{\text{dist}(P, F)}{\text{dist}(P, d)}.$$

Questa definizione permette di ricavare facilmente l'equazione delle coniche usando un sistema di coordinate polari, centrato nel fuoco F .

Poiché

$$\text{dist}(P, F) = r$$

$$\text{dist}(P, d) = D - r \cos \theta$$

l'equazione generale delle coniche diventa

$$e(D - r \cos \theta) = r$$

Circonferenza, $e = 0$. L'equazione generale per la circonferenza degenera in

$$r = R,$$

per $e \rightarrow 0$, $D \rightarrow +\infty$ in modo tale che $eD := R$ finito.

Ellisse, $e \in (0, 1)$.

Parabola, $e = 1$.

Iperbole, $e > 1$.

GEOMETRIA ANALITICA NELLO SPAZIO

5.1 Sistemi di coordinate per lo spazio euclideo E^3

5.1.1 Coordinate cartesiane

Le coordinate cartesiane (x, y, z) di un punto P dello spazio euclideo E^3 permettono di definire il vettore euclideo tra l'origine $O \equiv (0, 0, 0)$ e il punto P

$$(P - O) = x\hat{\mathbf{x}} + y\hat{\mathbf{y}} + z\hat{\mathbf{z}},$$

usando i vettori della base cartesiana $\{\hat{\mathbf{x}}, \hat{\mathbf{y}}, \hat{\mathbf{z}}\}$

Distanza punto-punto

Usando le coordinate cartesiane, la distanza tra due punti $P \equiv (x_P, y_P, z_P)$, $Q \equiv (x_Q, y_Q, z_Q)$ si può calcolare usando il teorema di Pitagora come

$$|P - Q|^2 = (x_P - x_Q)^2 + (y_P - y_Q)^2 + (z_P - z_Q)^2.$$

5.1.2 Coordinate cilindriche

Dato un sistema di coordinate cartesiane, si può definire un sistema di coordinate cilindriche (R, θ, z) tramite la legge di trasformazione delle coordinate

$$\begin{cases} x = R \cos \theta \\ y = R \sin \theta \\ z = z \end{cases}$$

5.1.3 Coordinate sferiche

Dato un sistema di coordinate cartesiane, si può definire un sistema di coordinate sferiche (r, θ, ϕ) tramite la legge di trasformazione delle coordinate

$$\begin{cases} x = r \sin \phi \cos \theta \\ y = r \sin \phi \sin \theta \\ z = r \cos \phi \end{cases}$$

5.2 Piani nello spazio

Un piano π può essere definito come il luogo dei punti P dello spazio che formano un vettore $(P - Q)$ con un punto dato Q ortogonali a un vettore \vec{n} che indica la direzione normale al piano π . Usando le proprietà del prodotto scalare,

$$(P - Q) \cdot \vec{n} = 0.$$

Usando un sistema di coordinate cartesiane, si può trovare l'equazione implicita del piano π ,

$$\pi : (x - x_Q)n_x + (y - y_Q)n_y + (z - z_Q)n_z = 0.$$

Osservazione. L'equazione implicita del piano è indipendente dal modulo del vettore \vec{n} , poiché rappresenterebbe un influente fattore moltiplicativo (diverso da zero) nel termine di sinistra quando uguagliato a zero.

Partendo dalla prima definizione, si possono ricavare le equazioni parametriche del piano. Dato il vettore \vec{n} , si possono trovare due vettori \vec{t}_1, \vec{t}_2 a esso ortogonali,

$$\vec{t} \cdot \vec{n} = 0.$$

Se i due vettori non sono tra di loro allineati, o meglio proporzionali, è possibile descrivere tutti i punti del piano come una loro combinazione lineare

$$\pi : P = Q + \lambda_1 \vec{t}_1 + \lambda_2 \vec{t}_2.$$

5.2.1 Distanza punto-piano

Dato un punto A e un piano π , di cui sono noti un punto Q e il vettore normale \vec{n} , la distanza di A da π può essere calcolata come il valore assoluto della proiezione del vettore $A - Q$ lungo la direzione normale al piano, individuata da \vec{n} ,

$$\text{dist}(A, \pi) = |\hat{n} \cdot (A - Q)|,$$

avendo usato il vettore unitario $\hat{n} = \frac{\vec{n}}{|\vec{n}|}$ per la proiezione.

5.3 Curve nello spazio

Dato un sistema di coordinate (q^1, q^2, q^3) curva γ nello spazio può essere descritta in **forma parametrica**, fornendo l'espressione delle coordinate in funzione di un parametro λ ,

$$q^k(\lambda).$$

Usando le coordinate cartesiane, i punti della curva sono identificati dalla famiglia di vettori euclidei

$$\gamma : \vec{r}(\lambda) = x(\lambda)\hat{x} + y(\lambda)\hat{y} + z(\lambda)\hat{z},$$

al variare del parametro λ .

5.4 Rette nello spazio

5.4.1 Equazione della retta

Forma parametrica

$$r : P = Q + \lambda \vec{v}.$$

... Intersezione tra due piani

5.4.2 Distanza punto-retta

Dato un punto A e una retta r , di cui sono noti un punto Q e il vettore \vec{v} , la distanza di A da r può essere calcolata come il valore assoluto della proiezione del vettore $A - Q$ in direzione ortogonale alla direzione della retta, individuata da \vec{v} ,

$$\begin{aligned}\text{dist}(A, r) &= |(A - Q) - \hat{v} \cdot \hat{v} \cdot (A - Q)| = \\ &= |\hat{v} \times (A - Q)|\end{aligned}$$

avendo usato il vettore unitario $\hat{v} = \frac{\vec{v}}{|\vec{v}|}$ per la proiezione.

5.5 Cono circolare retto e coniche

5.5.1 Equazione del cono

Equazioni del (doppio) cono circolare retto, usando un sistema di coordinate cilindriche,

$$r = a z ,$$

per $z \in (-\infty, +\infty)$, $\theta \in (0, 2\pi)$.

5.5.2 Coniche: intersezione tra cono e piano

Part III

Calcolo infinitesimale

CALCOLO INFINITESIMALE

Il calcolo infinitesimale si occupa dello studio **di... todo**

Questo capitolo presenta il calcolo infinitesimale per le funzioni reali di una variabile reale, $f : D \subseteq \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}$, come inizialmente formulate da Newton [REF] e Leibniz [REF] nel XVII secolo nell'ambito dello sviluppo della meccanica classica [REF] e formalizzate nel XVIII secolo a Parigi da D'Alembert e Cauchy.

- Viene richiamato il concetto di **funzione** di variabile reale a valore reale, $f : D \subseteq \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}$, e la sua rappresentazione grafica in un piano cartesiano.
- Viene introdotto il concetto di **limite** per funzioni reali e viene usato per definire le **funzioni continue**. Vengono quindi presentati alcuni teoremi sulle funzioni continue e sui limiti che ne permettono il calcolo. Vengono presentate le forme indeterminate al finito e all'infinito, e calcolati i *limiti fondamentali*.
- Usando i concetti di limite della sezione precedente, viene introdotto il concetto di **derivata** di una funzione reale, e viene data una sua interpretazione geometrica, legata alla retta tangente al grafico della funzione. Seguono alcune proprietà e teoremi sulle derivate che permettono di valutare le *derivate fondamentali* e combinare questi risultati per il calcolo della derivata di una funzione qualsiasi. Infine viene introdotto il concetto di derivate di ordine superiore, e vengono mostrate alcune applicazioni: ricerca di punti di estremo locale e di flesso nello studio di funzione, ottimizzazione, approssimazione locale tramite sviluppi in serie polinomiali
- Viene data la definizione di **integrale di Riemann** e una sua interpretazione geometrica, legata all'area sottesa dal grafico della funzione. Seguono alcune proprietà degli integrali che permettono di definire l'integrale definito e indefinito, e la primitiva di una funzione. Viene presentato il **teorema fondamentale del calcolo infinitesimale**, che permette di riconoscere l'operazione di integrazione come inversa dell'integrazione. Usando questo risultato, vengono valutati gli *integrali fondamentali*; poche regole di integrazione permettono poi di calcolare l'integrale di funzioni generiche. Infine vengono mostrate alcune applicazioni: ... **todo**

FUNZIONI REALI A VARIABILE REALE, $F : \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}$

7.1 Definizione

7.2 Rappresentazione grafica

8.1 Cenni di topologia per il calcolo

TODO Punto di accumulazione e punto isolato, intorno, insiemi aperti e chiusi, limsup/liminf, max/min,...

8.2 Definizione di limite

Limite finito al finito

$$\forall \varepsilon > 0 \quad \exists U_{x_0, \delta} \quad t.c. \quad |f(x) - L| < \varepsilon \quad \forall x \in U_{x_0, \delta} \setminus \{x_0\}$$

dove la condizione sull'intorno di un punto x_0 al finito per funzioni reali può essere riscritta come $0 < |x - x_0| < \delta$ per un intorno simmetrico del punto x_0 .

Limite infinito al finito

$$\forall M > 0 \quad \exists U_{x_0, \delta} \quad t.c. \quad |f(x)| > M \quad \forall x \in U_{x_0, \delta} \setminus \{x_0\}$$

dove la condizione sull'intorno di un punto x_0 al finito per funzioni reali può essere riscritta come $0 < |x - x_0| < \delta$ per un intorno simmetrico del punto x_0 . Se $f(x) > M$ allora il limite tende a $+\infty$, se $f(x) < -M$ allora il limite tende a $-\infty$.

Limite finito all'infinito

$$\forall \varepsilon > 0 \quad \exists U_{\mp\infty, R} \quad t.c. \quad |f(x) - L| < \varepsilon \quad \forall x \in U_{\mp\infty, R}$$

dove la condizione sull'intorno di un punto all'infinito per funzioni reali può essere riscritta come $x < R$ per un intorno di $-\infty$ o $x > R$ per un intorno di $+\infty$.

Limite infinito all'infinito

$$\forall M > 0 \quad \exists U_{\mp\infty, R} \quad t.c. \quad |f(x)| > M \quad \forall x \in U_{\mp\infty, R}$$

dove la condizione sull'intorno di un punto all'infinito per funzioni reali può essere riscritta come $x < R$ per un intorno di $-\infty$ o $x > R$ per un intorno di $+\infty$. Se $f(x) > M$ allora il limite tende a $+\infty$, se $f(x) < -M$ allora il limite tende a $-\infty$.

8.3 Funzioni continue

8.3.1 Definizione

Una funzione reale $f : D \subset \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}$ è continua in un punto $x_0 \in D$ se la funzione è definita nel punto, se esiste il limite della funzione e coincide con il valore della funzione

$$\lim_{x \rightarrow x_0} f(x) = f(x_0).$$

Una funzione reale è continua in un dominio **TODO o insieme?** se è continua in ogni punto del dominio.

8.3.2 Teoremi

Teorema di Weierstrass

Enunciato. Data una funzione reale continua $f : [a, b] \rightarrow \mathbb{R}$ definita sull'intervallo chiuso $[a, b]$. Allora la funzione $f(x)$ ammette un punto di massimo assoluto e un punto di minimo assoluto nell'intervallo $[a, b]$.

Teorema della permanenza del segno

Enunciato. $f : D \rightarrow \mathbb{R}$ continua, se $f(x_0) > 0$ allora $\exists U_{x_0}$ t.c. $f(x) > 0$ per $\forall x \in U_{x_0} \cap D$.

TODO Per ora, enunciato “qualitativo”

Teorema dei valori intermedi

Enunciato. $f : [a, b] \rightarrow \mathbb{R}$ continua, allora $f(x)$ assume tutti i valori compresi tra $f(a)$ e $f(b)$, cioè (assumendo $f(a) < f(b)$) per $\forall y \in (f(a), f(b))$ $x_0 \in (a, b)$ t.c. $f(x_0) = y$.

TODO Per ora, enunciato “qualitativo”

8.4 Teoremi sui limiti

8.4.1 Operazioni coi limiti

Dato un numero reale $c \in \mathbb{R}$ e i limiti $\lim_{x \rightarrow x_0} f(x) = L_1$, $\lim_{x \rightarrow x_0} g(x) = L_2$

$$\lim_{x \rightarrow x_0} (c \cdot f(x)) = c L_1$$

$$\lim_{x \rightarrow x_0} (f(x) \mp g(x)) = L_1 \mp L_2$$

$$\lim_{x \rightarrow x_0} (f(x) \cdot g(x)) = L_1 \cdot L_2$$

$$\lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f(x)}{g(x)} = \frac{L_1}{L_2}, \quad \text{se } L_2 \neq 0$$

Limiti infiniti e infinitesimi

$$\lim_{x \rightarrow x_0} f(x) \rightarrow \mp\infty, c > 0 \quad : \quad \lim_{x \rightarrow x_0} c \cdot f(x) = \mp\infty$$

...

Forme indeterminate

$$+\infty - \infty, \quad 0 \cdot \mp\infty, \quad \frac{\mp\infty}{\mp\infty}, \quad \frac{0}{0}$$

8.4.2 Teorema del confronto

8.4.3 Teorema di de l'Hopital

TODO. Si rimanda alla sezione del *teorema di de l'Hopital* nel capitolo sulle *derivate*.

8.5 Limiti fondamentali

Limiti di funzioni continue

$$\lim_{x \rightarrow 0} \frac{(1+x)^a - 1}{x} = a$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} \frac{\sin x}{x} = 1$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} \frac{1 - \cos^2 x}{x^2} = \frac{1}{2}$$

$$\lim_{x \rightarrow +\infty} \left(1 + \frac{1}{x}\right)^x = e$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} \frac{e^x - 1}{x} = 1$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} \frac{e^x}{1+x} = 1$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} \frac{\ln(1+x)}{x} = 1$$

Una volta compresa l'operazione di derivazione e di sviluppo in serie, si può rivisitare i limiti notevoli **todo**

Limiti di successioni. **Formula di Sterling**

$$n! \sim \left(\frac{n}{e}\right)^n \quad \text{per } n \in \mathbb{N} \rightarrow +\infty$$

o

$$\ln n! \sim n \ln n - n \quad \text{per } n \in \mathbb{N} \rightarrow +\infty$$

8.6 Infiniti e infinitesimi

DERIVATE

9.1 Definizione

Rapporto incrementale. Il rapporto incrementale di una funzione reale nel punto x viene definito come il rapporto tra la differenza dei valori della funzione e la differenza del valore della variabile indipendente

$$R[f(\cdot), x, a] := \frac{f(x+a) - f(x)}{a} . \quad (9.1)$$

Derivata. La derivata di una funzione reale in un punto x viene definita come il limite del rapporto incrementale, per l'incremento della variabile indipendente che tende a zero,

$$f'(x) = \frac{df}{dx}(x) := \lim_{a \rightarrow 0} \frac{f(x+a) - f(x)}{a} . \quad (9.2)$$

todo In generale, la derivata di una funzione reale è un'altra funzione reale.

9.2 Regole di derivazione

Usando la definizione (??) di derivata e le proprietà dei limiti, è possibile dimostrare le seguenti proprietà

- linearità

$$(a f(x) + b g(x))' = a f'(x) + b g'(x) \quad (9.3)$$

- derivata del prodotto di funzioni

$$(f(x)g(x))' = f'(x)g(x) + f(x)g'(x) \quad (9.4)$$

- derivata del rapporto di funzioni

$$\left(\frac{f(x)}{g(x)}\right)' = \frac{f'(x)g(x) - f(x)g'(x)}{g^2(x)} \quad (9.5)$$

- derivata della funzione composta

$$\frac{d}{dx} f(g(x)) = \frac{df}{dy} \Big|_{y=g(x)} \frac{dg}{dx} \Big|_x \quad (9.6)$$

- derivata della funzione inversa, $y = f(x)$, $x = f^{-1}(y)$

$$\frac{df^{-1}}{dy} \Big|_{y=f(x)} = \frac{1}{\frac{dy}{dx} \Big|_x} . \quad (9.7)$$

Dimostrazione della linearità dell'operazione di derivazione

todo

Dimostrazione della regola del prodotto

todo

Dimostrazione della regola del quoziente

todo

Dimostrazione della regola della funzione composta

todo

Dimostrazione della regola della funzione inversa

Si usa la regola (??) di derivazione della funzione composta applicata alla relazione

$$x = f^{-1}(f(x))$$

che caratterizza la funzione inversa f^{-1} . Derivando entrambi i termini della relazione rispetto alla variabile indipendente x si ottiene

$$1 = \frac{df^{-1}}{dy} \Big|_{y=f(x)} \frac{df(x)}{dx},$$

dalla quale segue immediatamente la regola di derivazione della funzione inversa

$$\frac{df^{-1}}{dy} \Big|_{y=f(x)} = \frac{1}{\frac{dy}{dx} \Big|_x}.$$

9.3 Teoremi

Theorem 1 (Teorema di Fermat)

Data la funzione $f : (a, b) \rightarrow \mathbb{R}$ derivabile nel punto di estremo locale $x_0 \in (a, b)$, allora $f'(x_0) = 0$.

Dimostrazione

todo

Theorem 2 (Teorema di Rolle)

Data la funzione $f : [a, b] \rightarrow \mathbb{R}$ continua e derivabile in ogni punto dell'intervallo (a, b) con $f(a) = f(b)$, allora esiste un valore $c \in (a, b)$ in cui $f'(c) = 0$.

Dimostrazione

todo

Theorem 3 (Teorema di Cauchy)

Date le funzioni $f, g : [a, b] \rightarrow \mathbb{R}$ continue e derivabili in ogni punto dell'intervallo (a, b) con $f(a) \neq f(b)$, allora esiste un valore $c \in (a, b)$ tale che

$$f(b) - f(a) = (b - a)f'(c).$$

Dimostrazione

todo

Theorem 4 (Teorema di Lagrange)

Date le funzioni $f, g : [a, b] \rightarrow \mathbb{R}$ continue e derivabili in ogni punto dell'intervallo (a, b) con $f(a) \neq f(b)$, allora esiste un valore $c \in (a, b)$ tale che

Dimostrazione

todo Usando il teorema di Cauchy con $g(x) = x$.

Theorem 5 (Teorema di de l'Hopital (Bernoulli))

Siano $f(x), g(x) : [a, b] \rightarrow \mathbb{R}$ funzioni reali di variabile reale continue in $[a, b]$ e derivabili in $(a, b) \setminus \{x_0\}$.

$$\lim_{x \rightarrow x_0} f(x) = \lim_{x \rightarrow x_0} g(x) = 0 \quad \text{oppure} \quad \lim_{x \rightarrow x_0} |f(x)| = \lim_{x \rightarrow x_0} |g(x)| = \infty$$

Se esiste

$$\lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f'(x)}{g'(x)} = L \quad \text{finito}$$

allora

$$\lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f(x)}{g(x)} = L.$$

todo Controllare l'enunciato

Dimostrazione

todo

Oss. Il teorema di de l'Hopital può essere applicato anche in successione, più di una volta, fermandosi al primo rapporto di derivate dello stesso ordine che non produce una forma indeterminata.

9.4 Derivate fondamentali

Usando i *limiti fondamentali*, vengono calcolate le derivate fondamentali, che a loro volta permettono il calcolo degli *integrali fondamentali*. Le derivate fondamentali e la loro combinazione con le *regole di derivazione* permettono la derivazione di funzioni generiche. Le derivate fondamentali sono:

$$\begin{aligned} f(x) &= x^n & f'(x) &= nx^{n-1} \\ f(x) &= e^x & f'(x) &= e^x \\ f(x) &= \ln x & f'(x) &= \frac{1}{x} \\ f(x) &= \sin x & f'(x) &= \cos x \\ f(x) &= \cos x & f'(x) &= -\sin x \end{aligned} \tag{9.8}$$

Dimostrazione di $(x^n)'$

Usando la formula binomiale $(x + \varepsilon)^n = x^n + nx^{n-1}\varepsilon + f(\varepsilon^2, \varepsilon^3, \dots)$ **todo aggiungere riferimento**,

$$\begin{aligned} \frac{d}{dx} x^n &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{(x + \varepsilon)^n - x^n}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{x^n + nx^{n-1}\varepsilon + o(\varepsilon) - x^n}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} (nx^{n-1} + O(\varepsilon)) = \\ &= nx^{n-1}. \end{aligned}$$

Dimostrazione di $(e^x)'$

Usando le proprietà della funzione esponenziale e il limite $e^\varepsilon - 1 \sim \varepsilon$ per $\varepsilon \rightarrow 0$

$$\begin{aligned} \frac{d}{dx} e^x &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{e^{x+\varepsilon} - e^x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{e^x (e^\varepsilon - 1)}{\varepsilon} = \\ &= e^x \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\varepsilon + o(\varepsilon)}{\varepsilon} = \\ &= e^x \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} (1 + O(\varepsilon)) = \\ &= e^x. \end{aligned}$$

Dimostrazione di $(\ln x)'$

Usando le proprietà della funzione logaritmo naturale e il limite $\ln(1 + \varepsilon) \sim \varepsilon$ per $\varepsilon \rightarrow 0$, per $x > 0$

$$\begin{aligned}\frac{d}{dx} \ln x &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\ln(x + \varepsilon) - \ln x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\ln\left(1 + \frac{\varepsilon}{x}\right)}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\frac{\varepsilon}{x} + o(\varepsilon)}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \left(\frac{1}{x} + O(\varepsilon)\right) = \\ &= \frac{1}{x}.\end{aligned}$$

Dimostrazione di $(\sin x)'$

Usando le formule di somma delle funzioni armoniche, **todo** ref, e gli infinitesimi delle funzioni $\sin \varepsilon \sim \varepsilon$, $\cos \varepsilon \sim 1 - \frac{\varepsilon^2}{2}$ per $\varepsilon \rightarrow 0$,

$$\begin{aligned}\frac{d}{dx} \sin(x) &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\sin(x + \varepsilon) - \sin x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\sin x \cos \varepsilon + \cos x \sin \varepsilon - \sin x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\sin x \left(1 - \frac{\varepsilon^2}{2}\right) + \varepsilon \cos x - \sin x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} (\cos x + O(\varepsilon)) = \\ &= \cos x.\end{aligned}$$

Dimostrazione di $(\cos x)'$

Usando le formule di somma delle funzioni armoniche, **todo** ref, e gli infinitesimi delle funzioni $\sin \varepsilon \sim \varepsilon$, $\cos \varepsilon \sim 1 - \frac{\varepsilon^2}{2}$ per $\varepsilon \rightarrow 0$,

$$\begin{aligned}\frac{d}{dx} \cos(x) &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\cos(x + \varepsilon) - \cos x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\cos x \cos \varepsilon - \sin x \sin \varepsilon - \cos x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\cos x \left(1 - \frac{\varepsilon^2}{2}\right) - \varepsilon \sin x - \cos x}{\varepsilon} = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} (-\sin x + O(\varepsilon)) = \\ &= -\sin x.\end{aligned}$$

9.5 Derivate di ordine superiore

Nel calcolo delle derivate di ordine superiore non c'è nulla di speciale: una volta che si è in grado di calcolare la derivata di una funzione reale, la derivata di ordine n viene calcolata applicando n volte l'operatore derivata alla funzione.

9.6 Applicazioni

9.6.1 Espansioni in serie di Taylor e MacLaurin

Le espansioni in serie di Taylor e di MacLaurin sono serie polinomiali che forniscono un'**approssimazione locale** di una funzione, *valida nell'intorno* (**todo** valutare questa espressione) di un punto.

La **serie di Taylor** della funzione $f(x)$ in un intervallo centrato in x_0 è la serie

$$\begin{aligned} T[f(x); x_0] &= \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(x_0)}{n!} (x - x_0)^n = \\ &= f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0) + \frac{f''(x_0)}{2!} (x - x_0)^2 + \dots \end{aligned}$$

La serie di MacLaurin è la serie di Taylor centrata in $x_0 = 0$.

La serie di Taylor troncata al n -esimo termine fornisce un'approssimazione locale della funzione $f(x)$ di ordine n , nel senso definito dal seguente teorema.

Theorem 6 (Approssimazione locale)

$$\begin{aligned} \lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f(x) - T[f(x); x_0]}{x^n} &= f^{(n)}(x_0), \\ f(x) &= T[f(x); x_0] + o(x^n) \quad \text{per } x \rightarrow x_0 \end{aligned}$$

Dimostrazione

Usando il teorema di de l'Hopital, fino a quando il rapporto non è una forma indeterminata

$$\begin{aligned} \lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f(x) - T[f(x); x_0]}{x^n} &= \lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f(x) - f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0) + \frac{f''(x_0)}{2!} (x - x_0)^2 + \dots \frac{f^{(n)}(x_0)}{n!} (x - x_0)^n}{x^n} = (H) = \\ &= \lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f'(x) - f'(x_0) + \frac{f''(x_0)}{1!} (x - x_0) + \dots \frac{f^{(n)}(x_0)}{(n-1)!} (x - x_0)^{n-1}}{n x^{n-1}} = (H) = \\ &= \lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f''(x) - f''(x_0) + \dots \frac{f^{(n)}(x_0)}{(n-2)!} (x - x_0)^{n-2}}{n(n-1) x^{n-1}} = (H) = \\ &= \dots \\ &= \lim_{x \rightarrow x_0} \frac{f^{(n)}(x) - f^{(n)}(x_0)}{n!} = 0, \end{aligned}$$

si dimostra che il numeratore è un infinitesimo del denominatore. Usando la notazione dell'“*o piccolo*” per gli infinitesimi si può quindi scrivere l'approssimazione locale come:

$$f(x) - T[f(x), x_0] = o((x - x_0)^n) ,$$

o in maniera equivalente $f(x) = T[f(x), x_0] + o((x - x_0)^n)$.

Esempi

La serie di MacLaurin per le funzioni interessate nei *limiti notevoli* forniscono approssimazioni locali di ordine maggiore per $x \rightarrow 0$,

$$\begin{aligned}\cos(x) &= 1 - \frac{x^2}{2!} + \frac{x^4}{4!} + o(x^5) \\ \sin(x) &= x - \frac{x^3}{3!} + \frac{x^5}{5!} + o(x^6) \\ \ln(1+x) &= x - \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3} + o(x^3) \\ (1+x)^a &= 1 + ax + a(a-1)\frac{x^2}{2} + o(x^2) \\ e^x &= 1 + x + \frac{x^2}{2!} + \frac{x^3}{3!} + \frac{x^4}{4!} + \frac{x^5}{5!} + o(x^5)\end{aligned}$$

todo Dimostrare la convergenza delle serie. Convergenza puntuale, convergenza uniforme (in un insieme di convergenza, di solito centrato in un punto e le cui dimensioni sono definite da un raggio di convergenza)

Rivisitazione limiti notevoli Per $x \rightarrow 0$

$$(1+x)^a - 1 = ax + o(x)$$

$$\sin x = x + o(x)$$

$$1 - \cos x = \frac{1}{2}x^2 + o(x^3)$$

$$e^x - 1 = x + o(x)$$

$$\ln(1+x) = x + o(x)$$

Identità di Eulero. Usando l'espansione in serie di Taylor per l'esponenziale complesso e^{ix} , si ottiene

$$\begin{aligned}e^{ix} &= 1 + ix + \frac{(ix)^2}{2!} + \frac{(ix)^3}{3!} + \frac{(ix)^4}{4!} + \frac{x^5}{5!} + o(x^5) = \\ &= \left(1 - \frac{x^2}{2!} + \frac{x^4}{4!}\right) + i\left(x - \frac{x^3}{3!} + \frac{x^5}{5!}\right) + o(x^5) = \\ &= \cos x + i \sin x .\end{aligned}$$

9.6.2 Studio di funzione

9.6.3 Ottimizzazione

INTEGRALI

10.1 Definizioni

Somma di Riemann. Data una funzione continua $f : [a, b] \rightarrow \mathbb{R}$ e $P = \{x_0, x_1, \dots, x_n | a = x_0 < x_1 < \dots < x_n = b\}$ partizione dell'intervallo $[a, b]$, la somma di Riemann viene definita come

$$\sigma_P = \sum_{k=1}^n f(\xi_k)(x_k - x_{k-1}), \quad (10.1)$$

con $\xi_k \in [x_{k-1}, x_k]$.

Integrale di Riemann. Sia $\Delta x = \max_k(x_k - x_{k-1})$, l'integrale definito di Riemann è il limite per $\Delta x \rightarrow 0$ della somma di Riemann σ

$$\int_a^b f(x) dx = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \sigma_P. \quad (10.2)$$

Osservazione. Dato l'intervallo $[a, b]$, per $\Delta x \rightarrow 0$ il numero di intervalli della partizione tende all'infinito, $n \rightarrow \infty$.

10.1.1 Interpretazione geometrica

L'integrale definito

$$\int_a^b f(x) dx,$$

corrisponde al valore dell'**area con segno** tra il grafico della funzione $y = f(x)$ e l'asse x , per valori di $x \in [a, b]$. Se la funzione è positiva in un intervallo, il contributo dell'integrale sull'intervallo è positivo; se la funzione è negativa in un intervallo, il contributo dell'integrale sull'intervallo è negativo.

10.1.2 Integrale definito

Proprietà dell'integrale definito

Dalla definizione (??) dell'integrale di Riemann seguono immediatamente le seguenti proprietà:

- linearità dell'integrale definito

$$\int_a^b (\alpha f(x) + \beta g(x)) dx = \alpha \int_a^b f(x) dx + \beta \int_a^b g(x) dx, \quad (10.3)$$

- additività sull'intervallo

$$\int_a^b f(x) dx + \int_b^c f(x) dx = \int_a^c f(x) dx , \quad (10.4)$$

- valore assoluto dell'integrale è minore dell'integrale del valore assoluto

$$\left| \int_a^b f(x) dx \right| \leq \int_a^b |f(x)| dx , \quad (10.5)$$

- scambio degli estremi di integrazione

$$\int_{x=a}^b f(x) dx = - \int_{x=b}^a f(x) dx \quad (10.6)$$

10.1.3 Integrale indefinito

Usando la proprietà (??) di additività sull'intervallo dell'integrale definito,

$$\int_a^x f(t) dt = \int_a^b f(t) dt + \int_b^x f(t) dt ,$$

si osserva che i due integrali con estremo superiore x e diverso estremo inferiore differiscono solo per una quantità indipendente da x , $\int_a^b f(t) dt$. Data la funzione $f(x)$ e il valore a come parametro, si definisce una funzione di x

$$F(x; a) := \int_a^x f(t) dt . \quad (10.7)$$

Usando questa definizione, è immediato dimostrare che l'integrale definito $\int_a^b f(t) dt$ è uguale alla differenza della funzione $F(\cdot; b)$ calcolata nei due estremi,

$$\begin{aligned} \int_a^b f(t) dt &= \int_c^b f(t) dt + \int_a^c f(t) dt = \\ &= \int_c^b f(t) dt - \int_c^a f(t) dt = \\ &= F(b; c) - F(a; c) , \end{aligned}$$

e che questo risultato è indipendente dal valore c , usato come parametro nella definizione della funzione F .

Data una funzione $f(x)$, le due funzioni $F(x; a_1)$, $F(x; a_2)$ differiscono solo di un termine che dipende dai parametri a_1 , a_2 ma non dalla variabile indipendente x . La famiglia di funzioni $F(x; a)$ ottenuta per ogni valore di a definisce quindi una funzione $F(x)$ a meno di una costante additiva, la **funzione primitiva** della funzione $f(x)$.

L'**integrale indefinito** di una funzione $f(x)$ viene definito come,

$$\int f(t) dt = F(x) + C ,$$

dove la costante additiva C tiene conto dell'arbitrarietà appena discussa.

10.2 Teoremi

Theorem 7 (Teorema della media)

Sia $f : [a, b] \in \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}$ una funzione continua su $[a, b]$, allora esiste $c \in [a, b]$ tale che

$$\int_a^b f(x)dx = (b-a)f(c)$$

Dimostrazione

todo

Theorem 8 (Teorema fondamentale del calcolo infinitesimale)

$$\frac{d}{dx} \int_a^x f(y)dy = f(x)$$

Dimostrazione

Dim. Usando la *definizione di derivata*, le *proprietà dell'integrale definito* e il *teorema della media*,

$$\begin{aligned} \frac{d}{dx} \int_a^x f(y)dy &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[\int_a^{x+\varepsilon} f(y)dy - \int_a^x f(y)dy \right] = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[\int_x^{x+\varepsilon} f(y)dy \right] = \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \varepsilon f(\xi) = \quad \xi \in [x, x+\varepsilon] \\ &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} f(\xi) = f(x). \end{aligned}$$

Theorem 9 (Derivata su dominio dipendente dalla variabile indipendente)

Sia $x \in D$, e gli estremi di integrazione $a(x)$, $b(x)$ **todo** *Caratteristiche?*

$$\frac{d}{dx} \int_{a(x)}^{b(x)} f(y) dy = -a'(x) f(a(x)) + b'(x) f(b(x))$$

Dimostrazione

$$\begin{aligned}
 \frac{d}{dx} \int_{a(x)}^{b(x)} f(y) dy &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[\int_{a(x+\varepsilon)}^{b(x+\varepsilon)} f(y) dy - \int_{a(x)}^{b(x)} f(y) dy \right] = \\
 &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[\int_{a(x)}^{b(x)} f(y) dy - \int_{a(x)}^{a(x+\varepsilon)} f(y) dy + \int_{b(x)}^{b(x+\varepsilon)} f(y) dy - \int_{a(x)}^{b(x)} f(y) dy \right] = \\
 &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[- \int_{a(x)}^{a(x+\varepsilon)} f(y) dy + \int_{b(x)}^{b(x+\varepsilon)} f(y) dy \right] = \\
 &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[- (a(x+\varepsilon) - a(x)) f(\alpha) + (b(x+\varepsilon) - b(x)) f(\beta) \right] = \quad \alpha \in [a(x), a(x+\varepsilon)], \quad \beta \in [b(x), b(x+\varepsilon)] \\
 &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[- (\varepsilon a'(x) + o(\varepsilon)) f(\alpha) + (\varepsilon b'(x) + o(\varepsilon)) f(\beta) \right] = \\
 &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\varepsilon} \left[- \varepsilon a'(x) f(\alpha) + \varepsilon b'(x) f(\beta) \right] = \\
 &= \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \left[- a'(x) f(\alpha) + b'(x) f(\beta) \right] = \\
 &= -a'(x) f(a(x)) + b'(x) f(b(x)) .
 \end{aligned}$$

10.3 Integrali fondamentali

Una volta dimostrato il *teorema fondamentale del calcolo infinitesimale*, questo risultato può essere usato per valutare gli integrali fondamentali come l'operazione inversa alla derivazione applicata alle *derivate fondamentali*

$$\begin{aligned}
 \int x^n dx &= \frac{1}{n} x^{n+1} + C \quad (n \neq 0) \\
 \int e^x dx &= e^x + C \\
 \int \frac{1}{x} dx &= \ln x + C \\
 \int \cos x dx &= \sin x + C \\
 \int \sin x dx &= -\cos x + C
 \end{aligned}$$

10.4 Regole di integrazione

10.4.1 Integrazione per parti

La regola di integrazione per parti viene ottenuta integrando la regola di (4). Siano $F(x)$, $G(x)$ le primitive delle funzioni $f(x)$, $g(x)$, e quindi vale $F'(x) = f(x)$, $G'(x) = g(x)$. La regola di derivazione del prodotto $F(x)G(x)$ viene scritta come

$$\begin{aligned}
 (F(x)G(x))' &= F'(x)G(x) + F(x)G'(x) = \\
 &= f(x)G(x) + F(x)g(x)
 \end{aligned}$$

Isolando il termine $f(x)G(x)$ e integrando, si ottiene

$$\begin{aligned}\int f(x)G(x)dx &= \int (F(x)G(x))' dx - \int F(x)g(x)dx = \\ &= F(x)G(x) - \int F(x)g(x)dx .\end{aligned}$$

10.4.2 Integrazione con sostituzione

La regola di integrazione per parti viene ottenuta dalla regola di (4). Sia $\tilde{F}(x)$ la funzione composta $\tilde{F}(x) = F(y(x))$ e siano definite le derivate

$$\tilde{f}(x) = \frac{d}{dx}\tilde{F}(x) \quad , \quad f(y) = \frac{d}{dy}F(y)$$

per la regola di derivazione della funzione composta,

$$\tilde{f}(x) := \frac{d}{dx}\tilde{F}(x) = \frac{d}{dx}F(y(x)) = \frac{dF}{dy}(y(x))\frac{dy}{dx}(x) =: f(y(x))y'(x) .$$

Usando il *teorema del calcolo infinitesimale*

todo...

10.5 Tavola degli integrali indefiniti più comuni

In questa sezione vengono elencati alcuni tra gli integrali più comuni, la cui valutazione viene lasciata come esercizio, a volte svolto

$$\begin{aligned}\int dx &= x + C \\ \int x^a dx &= \frac{1}{a+1}x^{a+1} + C \quad \text{per } a \neq -1 \\ \int \frac{1}{x} dx &= \ln|x| + C \quad \text{per } a \neq -1 \\ \int \frac{1}{1+x^2} dx &= \operatorname{atan} x + C \\ \int \ln x dx &= x \ln x - x + C \\ \int \log_b x dx &= x \log_b x - x \log_b e + C \\ \int e^{ax} dx &= \frac{e^{ax}}{a} + C \\ \int a^x dx &= \frac{a^x}{\ln a} + C \\ \int \cos x dx &= \sin x + C \\ \int \sin x dx &= -\cos x + C\end{aligned}$$

$$\int \tan x \, dx = \dots + C$$

$$\int \cosh x \, dx = \sinh x + C$$

$$\int \sinh x \, dx = \cosh x + C$$

$$\int \tanh x \, dx = \dots + C$$

10.6 Problemi

10.6.1 Calcolo integrali indefiniti

$$\int \frac{f'(x)}{f(x)} dx$$

$$\int \frac{\sin x}{\cos^2 x} dx$$

$$\int \frac{f'(x)}{f(x)} dx$$

$$\int \frac{1}{ax^2 + bx + c} dx \quad \text{con } \Delta := b^2 - 4bc > 0$$

$$\int \frac{1}{ax^2 + bx + c} dx \quad \text{con } \Delta := b^2 - 4bc < 0$$

$$\int f'(x) e^{f(x)} dx = e^{f(x)} + C$$

$$\int f'(x) a^{f(x)} dx = \frac{a^{f(x)}}{\ln a} + C$$

$$\int f'(x) \cos f(x) dx = \sin f(x) + C$$

$$\int f'(x) \sin f(x) dx = -\cos f(x) + C$$

$$\int \sin^2 x \, dx = \dots$$

$$\int \cos^2 x \, dx = \dots$$

Part IV

Equazioni differenziali ordinarie

basics

Oct 22, 2024

2 min read

EQUAZIONI DIFFERENZIALI ORDINARIE

Motivazione. In molti ambiti delle scienze compaiono equazioni differenziali ordinarie, equazioni che impongono una condizione tra una funzione reale incognita e le sue derivate. Così, ad esempio:

- le equazioni del moto in dinamica
- le equazioni della statica in meccanica delle strutture
- le equazioni che descrivono l'andamento della temperatura attraverso un mezzo, in condizioni stazionarie
- ... e in generale, in tutti i problemi in cui **todo**

Approccio. Mentre le motivazioni date dovrebbero essere sufficienti a convincere dell'importanza e della necessità di un'introduzione alle equazioni differenziali ordinarie, una trattazione completa dell'argomento richiede strumenti matematici più avanzati di quelli disponibili a uno studente delle scuole superiori (e spesso anche di molti studenti universitari).

Si cercherà quindi di trattare l'argomento nella maniera più rigorosa possibile per fornire gli strumenti necessari per (semplici) applicazioni nelle quali compaiono le ODE, mentre si chiederà qualche atto di fede nell'accettare alcuni risultati. Per completezza, in corrispondenza di questi atti di fede, verrà messo a disposizione un collegamento a una trattazione più completa dell'argomento.

Definizioni. Un'equazione differenziale ordinaria è una funzione che coinvolge una funzione reale di una variabile reale, incognita, e le sue derivate. Formalmente una ODE può essere scritta come

$$F(y^{(n)}(x), \dots, y'(x), y(x), x) = 0 \quad , \quad x \in [x_0, x_1]$$

Il **grado** di una ODE è l'ordine massimo della derivata che compare nell'equazione.

In generale, la soluzione di una ODE di grado n è il risultato di n operazioni di integrazione che producono n costanti arbitrarie. Affinché un problema sia definito, sono necessarie n condizioni sulla funzione incognita o sulle sue derivate.

Si possono definire alcuni problemi:

- problemi differenziali ai valori iniziali
- problemi differenziali con condizioni al contorno

Equazioni lineari a coefficienti costanti.

- Soluzione generale (senza dimostrazione): $y(x) = y_o(x) + y_p(x)$
- Equazioni di primo grado

$$m\dot{x} + cx = f(t)$$

Soluzione dell'equazione omogenea

$$x_o(t) = Ce^{-\frac{c}{m}t}$$

- Equazioni di secondo grado

$$m\ddot{x} + c\dot{x} + kx = f(t)$$

Soluzione dell'equazione omogenea

$$s_{1,2} = \sigma \mp i\omega$$

$$\begin{aligned} x_o(t) &= C_1 e^{s_1 t} + C_2 e^{s_2 t} = \\ &= e^{\sigma t} (C_1 e^{-i\omega t} + C_2 e^{i\omega t}) , \end{aligned}$$

con le costanti di integrazione complesse coniugate,

$$C_1 = C_2^* = (A - iB)^* = A + iB$$

al fine di avere una soluzione reale. Ricordando che la somma di un numero complesso e del suo coniugato vale due volte la parte reale,

$$w + w^* = (u + iv) + (u + iv)^* = u + iv + u - iv = 2u = 2\operatorname{Re}\{w\}$$

si può riscrivere la soluzione dell'equazione omogenea

$$x_o(t) = 2 [A \cos(\omega t) + B \sin(\omega t)]$$

avendo riconosciuto

$$\begin{aligned} \operatorname{Re}\{C_2 e^{i\omega t}\} &= \operatorname{Re}\{(A - iB)(\cos(\omega t) + i \sin(\omega t))\} = \\ &= \operatorname{Re}\{A \cos(\omega t) + B \sin(\omega t) + i [A \sin(\omega t) - B \cos(\omega t)]\} . \end{aligned}$$

Equazioni separabili: tecnica di soluzione di separazione delle variabili.

$$\frac{dy}{dx} = f(y(x)) g(x)$$

può essere riscritta formalmente come

$$\frac{dy}{f(y)} = g(x) dx$$

e integrata con le opportune condizioni

$$\tilde{F}(y(x)) - \tilde{F}(y(x_0)) = G(x) - G(x_0)$$

Esempi

- Moto rettilineo in un campo di forze costante e uniforme

$$m\ddot{x} = f =: mg$$

L'integrazione produce

$$x(t) = \frac{1}{2}gt^2 + v_0 t + x_0$$

- Moto di un corpo in un campo di forze costante e uniforme e forza viscosa (lineare e quadratica)

$$\begin{cases} m\dot{v} = f + f^{visc} \\ \dot{x} = v \end{cases}$$

$$\text{resistenza proporzionale alla velocità} \quad \begin{cases} m\dot{v} + cv = mg \\ \dot{x} = v \end{cases} \quad \$$$

$$\text{resistenza proporzionale al quadrato della velocità} \quad \begin{cases} m\dot{v} + \frac{1}{2}\rho S c_x v^2 = mg \\ \dot{x} = v \end{cases} \quad \$$$

- Temperatura della testa di una termocoppia

$$\dot{E} = \dot{Q} ,$$

con $E = mcT$, $\dot{Q} = h(T_e - T)$

$$mc\dot{T} + hT = hT_e$$

- Distribuzione della temperatura, in un caso stazionario

$$(kT')' = \rho r$$

- Sistema massa-molla-smorzatore, libero e forzato (**todo** risonanza)

$$m\ddot{x} + c\dot{x} + kx = f$$

- Circuiti RLC (analogia formale con sistema MMS)

...

- Deformazione a trazione di una trave

$$(EAu')' = f$$

- Deformazione a flessione di una trave

$$(EJw'')'' = f$$

Part V

Trigonometria

TRIGONOMETRIA

12.1 Prime definizioni e relazioni

$$\sin \theta = \frac{\overline{PH}}{R}$$

$$\cos \theta = \frac{\overline{OH}}{R}$$

Usando il teorema di Pitagora è immediato dimostrare la relazione fondamentale tra le funzioni trigonometriche

$$\sin^2 \theta + \cos^2 \theta = 1 .$$

Nota sulla notazione. Nell'uso delle funzioni trigonometriche, $\sin^2 x$ indica il quadrato della funzione e non la composizione della funzione con se stessa,

$$\sin^2 x = (\sin x)^2 \neq \sin(\sin x) .$$

Tangente. $\tan \theta = \frac{\sin \theta}{\cos \theta} .$

Cosecante, secante, cotangente. Definizioni al limite dell'inutile e dannoso...

12.2 Proprietà

$$\sin \left(x + \frac{\pi}{2} \right) = \cos x$$

$$\cos \left(x + \frac{\pi}{2} \right) = -\sin x$$

$$\dots \sin(\pi - x) = \sin x \cos(\pi - x) = -\cos x \dots$$

12.3 Angoli particolari

$$\begin{aligned}\cos 0 &= 1 & , & & \sin 0 &= 0 \\ \cos \frac{\pi}{6} &= \frac{\sqrt{3}}{2} & , & & \sin \frac{\pi}{6} &= \frac{1}{2} \\ \cos \frac{\pi}{4} &= \frac{\sqrt{2}}{2} & , & & \sin \frac{\pi}{4} &= \frac{\sqrt{2}}{2} \\ \cos \frac{\pi}{3} &= \frac{1}{2} & , & & \sin \frac{\pi}{3} &= \frac{\sqrt{3}}{2} \\ \cos \frac{\pi}{2} &= 0 & , & & \sin \frac{\pi}{2} &= 1\end{aligned}$$

12.4 Formule di somma e sottrazione

$$\cos(x \mp y) = \cos x \cos y \pm \sin x \sin y$$

$$\sin(x \mp y) = \sin x \cos y \mp \cos x \sin y$$

todo dimostrazione con geometria

$$\cos(\alpha + \beta) = \frac{OF}{R}$$

$$\sin(\alpha + \beta) = \frac{BF}{R}$$

$$OF = \frac{OC}{OA}OE = \cos \alpha OE$$

$$OE = OD - ED = OB \cos \beta - OB \sin \beta \frac{\sin \alpha}{\cos \alpha}$$

$$OF = OB (\cos \alpha \cos \beta - \sin \beta \sin \alpha)$$

$$\cos(\alpha + \beta) = \cos \alpha \cos \beta - \sin \beta \sin \alpha$$

12.5 Werner

$$\cos x \cos y = \frac{1}{2} [\cos(x - y) + \cos(x + y)]$$

$$\sin x \sin y = \frac{1}{2} [\cos(x - y) - \cos(x + y)]$$

$$\sin x \cos y = \frac{1}{2} [\sin(x - y) + \sin(x + y)]$$

12.6 Prostaferesi

Definendo $p = x - y$ e $q = x + y$ nelle formule di Werner, è immediato ricavare

$$\cos p + \cos q = 2 \cos \left(\frac{p+q}{2} \right) \cos \left(\frac{q-p}{2} \right)$$

$$\cos p - \cos q = 2 \sin \left(\frac{p+q}{2} \right) \sin \left(\frac{q-p}{2} \right)$$

$$\sin p + \sin q = 2 \sin \left(\frac{p+q}{2} \right) \cos \left(\frac{q-p}{2} \right)$$

Part VI

Esponenziale e logaritmo

ESPONENZIALE E LOGARITMO

13.1 Definizioni e proprietà

Nel campo reale, per ogni $b > 0$,

$$a = b^c \quad \leftrightarrow \quad c = \log_b a$$

13.2 Funzione esponenziale e logaritmo

13.3 e di Nepero, e^x e logaritmo naturale

13.3.1 Definizione di e^x

Esponenziale reale. Per ogni $x \in \mathbb{R}$, si definisce la funzione e^x come

$$\begin{aligned} e^x &:= \lim_{n \rightarrow \infty} \left(1 + \frac{x}{n}\right)^n = \\ &:= \lim_{n \rightarrow \infty} \sum_{k=0}^n \frac{x^k}{k!} \end{aligned}$$

Si può dimostrare che

- le due definizioni sono equivalenti, e la serie è convergente per ogni $x \in \mathbb{R}$ finito
- la funzione e^x giustifica questa notazione poiché soddisfa le proprietà delle potenze, come

$$e^{x+y} = e^x e^y .$$

- la base della potenza, e , viene definita **e di Nepero**, ed è un numero reale irrazionale, il cui valore approssimato è $e \approx 2.718281828$ "e poi la magia finisce": nonostante le prime cifre decimali facciano pensare che possa essere periodico, se si scrivono le cifre successive, l'approssimazione diventa $e \approx 2.71828182845904523 \dots$

Esponenziale complesso. Si può estendere la definizione di esponenziale anche a un numero complesso, $z \in \mathbb{C}$ **todo**

Part VII

Serie e successioni

basics

Oct 22, 2024

0 min read

SERIE E SUCCESSIONI

Part VIII

Numeri complessi

basics

Oct 22, 2024

1 min read

NUMERI COMPLESSI

Utilità dei numeri complessi:

- utilizzo in molti ambiti della matematica, della fisica e dell'ingegneria: soluzione ODE, soluzione PDE, teoria delle trasformate
- facile rappresentazione di funzioni armoniche, grazie all'identità di Eulero

Argomenti

- Definizioni e rappresentazioni
- Algebra:
 - operazioni
 - equazioni e disequazioni
 - teorema fondamentale dell'algebra

15.1 Definizione

I numeri complessi estendono il campo dei numeri reali, grazie all'introduzione dell'**unità immaginaria**, i , definita come la radice quadra di -1 ,

$$i := \sqrt{-1}.$$

L'insieme dei numeri complessi, indicato con \mathbb{C} , è l'insieme di quei numeri che possono essere scritti come

$$z = x + iy,$$

con $x, y \in \mathbb{R}$.

I numeri complessi formano la struttura algebrica di **campo** con le operazioni di somma e prodotto. Dati due numeri complessi $z_1 = x_1 + iy_1$, $z_2 = x_2 + iy_2$, grazie alle proprietà **todo** delle operazioni, si può scrivere

- la somma

$$z_1 + z_2 = (x_1 + x_2) + i(y_1 + y_2)$$

- il prodotto,

$$\begin{aligned} z_1 z_2 &= (x_1 + iy_1)(x_2 + iy_2) = \\ &= x_1 x_2 - y_1 y_2 + i(x_1 y_2 + x_2 y_1) \end{aligned}$$

15.2 Rappresentazione nel piano complesso

Ogni numero complesso $z = x + i y$ può essere rappresentato nel piano complesso, ... **todo**

La rappresentazione grafica suggerisce una rappresentazione alternativa, la **rappresentazione polare**, con il cambio di coordinate

$$\begin{cases} x = r \cos \theta \\ y = r \sin \theta \end{cases} \rightarrow \begin{aligned} z &= r \cos \theta + i r \sin \theta = \\ &= r (\cos \theta + i \sin \theta) = r e^{i \theta}, \end{aligned}$$

avendo anticipato qui la **formula di Eulero** per l'esponenziale di un numero immaginario,

$$e^{i \theta} = \cos \theta + i \sin \theta .$$

todo

- Riferimento alla formula di Eulero. Dimostrazione con serie? Cosa serve? Serie di Taylor? Criteri di convergenza delle serie?
- Riferimento alla definizione di esponenziale

todo Le due rappresentazioni non sono equivalenti. Mentre la rappresentazione cartesiana permette di creare una relazione biunivoca tra i numeri complessi $z = x + i y$ e i punti nel piano (x, y) , la rappresentazione polare assegna infiniti numeri complessi, seppur di uguale valore $r e^{i \theta} = r e^{i(\theta + n 2\pi)}$, con $n \in \mathbb{Z}$ allo stesso punto nello spazio.

15.3 Operazioni con i numeri complessi

- somma

$$z_1 + z_2 = (x_1 + x_2) + i(y_1 + y_2)$$

- prodotto

$$z_1 z_2 = r_1 r_2 e^{i(\theta_1 + \theta_2)}$$

- valore assoluto

$$|z| = \sqrt{x^2 + y^2} = r$$

- potenza
- esponenziale
- logaritmo

Part IX

Algebra lineare

basics

Oct 22, 2024

0 min read

ALGEBRA LINEARE

PROOF INDEX

theorem-0

theorem-0 (*ch/infinitesimal_calculus/integrals*), ??

theorem-1

theorem-1 (*ch/infinitesimal_calculus/integrals*), ??

theorem-2

theorem-2 (*ch/infinitesimal_calculus/integrals*), ??

theorem-3

theorem-3 (*ch/infinitesimal_calculus/derivatives*), ??

theorem-4

theorem-4 (*ch/infinitesimal_calculus/derivatives*), ??

theorem-5

theorem-5 (*ch/infinitesimal_calculus/derivatives*), ??