

UNIVERSITÀ DEGLI STUDI DI EINSTENIA  
WEISS TURM

III Facoltà di Matematica, Fisica  
e Scienze Naturali

Corso di Laurea in Astronomia Applicata

Tesi di Laurea Magistrale

# La pressione barometrica di Giove

Metodo dei satelliti medicei

## Relatori

prof. Albert Einstein

dipl. ing. Werner von Braun

## Candidati

Galileo GALILEI

Evangelista TORRICELLI

**Supervisore aziendale**

**Centro Ricerche FIAT**

dott. ing. Giovanni Giacosa

ANNO ACCADEMICO 1615-1616

Questo testo è sottoposto alla Creative Common Licence

Stampato il 22 ottobre 2014

\*

# Sommario

La pressione barometrica di Giove viene misurata mediante un metodo originale messo a punto dai candidati, che si basa sul rilevamento telescopico della pressione.

# Ringraziamenti

I candidati ringraziano vivamente il Granduca di Toscana per i mezzi messi loro a disposizione, ed il signor Von Braun, assistente del prof. Albert Einstein, per le informazioni riservate che egli ha gentilmente fornito loro, e per le utili discussioni che hanno permesso ai candidati di evitare di riscoprire l'acqua calda.

# Indice

<b>Sommario</b>	<b>IV</b>
<b>Ringraziamenti</b>	<b>V</b>
<b>I Prima Parte</b>	<b>1</b>
<b>1 Introduzione generale</b>	<b>3</b>
1.1 Principi generali . . . . .	3
1.2 I satelliti medicei . . . . .	4
<b>2 Il barometro</b>	<b>5</b>
2.1 Generalità . . . . .	5
2.1.1 Forma del barometro . . . . .	5
2.2 Del mercurio . . . . .	6
<b>Bibliografia</b>	<b>9</b>

# Elenco delle tabelle

2.1 Densità del mercurio . . . . . 6

# Elenco delle figure

1.1	Orbita del generico satellite; si noti l'eccentricità dell'orbita rispetto al pianeta. . . . .	4
-----	--	---



**Parte I**

**Prima Parte**



# Capitolo 1

## Introduzione generale

### 1.1 Principi generali

Il problema della determinazione della pressione barometrica dell'atmosfera di Giove non ha ricevuto finora una soluzione soddisfacente, per l'elementare motivo che il pianeta suddetto si trova ad una distanza tale che i mezzi attuali non consentono di eseguire una misura *in loco*.

Conoscendo però con grande precisione le orbite dei satelliti principali di Giove, e segnatamente le orbite dei satelliti medicei, è possibile eseguire delle misure indirette, che fanno ricorso alla nota formula [1]:

$$\Phi = K \frac{\Xi^2 + \Psi_{\max}}{1 + j\Omega}$$

dove le varie grandezze hanno i seguenti significati:

1.  $\Phi$  angolo di rivoluzione del satellite in radianti se  $K = 1$ , in gradi se  $K = 180/\pi$ ;
2.  $\Xi$  eccentricità dell'orbita del satellite; questa è una grandezza priva di dimensioni;
3.  $\Psi_{\max}$  rapporto fra il semiasse maggiore ed il semiasse minore dell'orbita del satellite, nelle condizioni di massima eccentricità; poiché le dimensioni di ciascun semiasse sono  $[l] = \text{km}$ , la grandezza  $\Psi_{\max}$  è adimensionata;
4.  $\Omega$  velocità istantanea di rotazione; si ricorda che è  $[\Omega] = \text{rad s}^{-1}$ ;
5. bisogna ancora ricordarsi che  $10^{-6} \text{ m}$  equivalgono a  $1 \mu\text{m}$ .

Le grandezze in gioco sono evidenziate nella figura 1.1.

Per misurare le grandezze che compaiono in questa formula è necessario ricorrere ad un pirometro con una resistenza di  $120 \text{ M}\Omega$ , altrimenti gli errori di misura sono troppo grandi, ed i risultati completamente falsati.

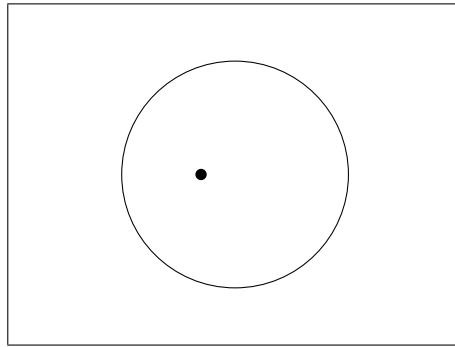


Figura 1.1. Orbita del generico satellite; si noti l'eccentricità dell'orbita rispetto al pianeta.

## **1.2 I satelliti medicei**

I satelliti medicei, come noto, sono quattro ed hanno dei periodi di rivoluzione attorno al pianeta Giove che vanno dai sette giorni alle tre settimane.

Essi furono per la prima volta osservati da uno dei candidati mentre sperimentava l'efficacia del tubo oculare che aveva appena inventato rielaborando una idea sentita di seconda mano da un viaggiatore appena arrivato dai Paesi Bassi.

## Capitolo 2

### Il barometro

#### 2.1 Generalità

Il barometro, come dice il nome, serve per misurare la pesantezza; più precisamente la pesantezza dell'aria riferita all'unità di superficie. Questo capoverso è composto con un fattore di interlinea pari a 0,87 e come si vede le righe sono troppo dense e si leggono male. Oltretutto la distanza effettiva delle successive linee di base di righe adiacenti non è costante e dipende dalla presenza di lettere con ascendenti e discendenti.

Studiando il fenomeno fisico si può concludere che in un dato punto grava il peso della colonna d'aria che lo sovrasta, e che tale colonna è tanto più grave quanto maggiore è la superficie della sua base; il rapporto fra il peso e la base della colonna si chiama pressione e si misura in once toscane al cubito quadrato, [2]; nel Ducato di Savoia la misura in once al piede quadrato è quasi uguale, perché colà usano un piede molto grande, che è simile al nostro cubito. Questo capoverso è composto a spaziatura doppia (fattore di interlinea pari a 2) ed è semplicemente penoso.

##### 2.1.1 Forma del barometro

Il barometro consta di un tubo di vetro chiuso ad una estremità e ripieno di mercurio, capovolto su di un vaso anch'esso ripieno di mercurio; mediante un'asta graduata si può misurare la distanza fra il menisco del mercurio dentro il tubo e la superficie del mercurio

dentro il vaso; tale distanza è normalmente di 10 pollici toscani, [2, 3], ma la misura può variare se si usano dei pollici diversi; è noto infatti che gl’huomini sogliono avere mani di diverse grandezze, talché anche li pollici non sono egualmente lunghi. Questo capoverso è composto con un fattore di interlinea pari a 1,5; l’effetto è brutto, ma per delle bozze da stampare su carta e da correggere a mano può bastare.

## 2.2 Del mercurio

Il mercurio è un a sostanza che si presenta come un liquido, ma ha il colore del metallo. Esso è pesantissimo, tanto che un bicchiere, che se fosse pieno d’acqua, sarebbe assai leggero, quando invece fosse ripieno di mercurio, sarebbe tanto pesante che con entrambe le mani esso necessiterebbe di essere levato in suso.

Esso mercurio non trovasi in natura nello stato nel quale è d’uopo che sia per la costruzione dei barometri, almeno non trovasi così abbondante come sarebbe necessario.

Il Monte Amiata, che è locato nel territorio del Ducato<sup>26</sup> del nostro Eccellentissimo et Illustrissimo Signore Granduca di Toscana<sup>27</sup>, è uno dei luoghi della terra dove può rinvenirsi in gran copia un sale rosso, che nomasi *cinabro*, dal quale con artifizi alchemici, si estrae il mercurio nella forma e nella consistenza che occorre per la costruzione del barometro terrestre.

La densità del mercurio è molto alta e varia con la temperatura come può desumersi dalla tabella 2.1.

Il mercurio gode di una sorprendente qualità e proprietà, cioè che esso diventa tanto solido da potersene fare una testa di martello et infiggere chiodi aguzzi nel legname.

Temperatura °C	Densità t/m <sup>3</sup>
0	13,8
10	13,6
50	13,5
100	13,3

Tabella 2.1. Densità del mercurio. Si può fare molto meglio usando il pacchetto booktabs.

---

<sup>26</sup>Naturalmente stiamo parlando del Granducato di Toscana.

<sup>27</sup>Cosimo IV de’ Medici.

**Osservazione 1** Questa proprietà si manifesta quando esso è estremamente freddo, come quando lo si immerge nella salamoia di sale e ghiaccio che usano li maestri siciliani per confetionare i sorbetti, dei quali sono insuperabili artisti.

Per nostra fortuna, questo grande freddo, che necessita per la confetione de li sorbetti, molto raramente, se non mai, viene a formarsi nelle terre del Granduca Eccellentissimo, sicché non vi ha tema che il barometro di mercurio possa essere ruinato dal grande gelo e non indichi la pressione giusta, come invece deve sempre fare uno strumento di misura, quale è quello che è descritto costì.





# Bibliografia

- [1] G. Galilei, *Nuovi studii sugli astri medicei*, Manunzio, Venetia, 1612.
- [2] E. Torricelli, in “La pressione barometrica”, *Strumenti Moderni*, Il Porcellino, Firenze, 1606.
- [3] E. Torricelli e A. Vasari, in “Delle misure”, *Atti Nuovo Cimento*, vol. III, n. 2 (feb. 1607), p. 27–31.