

Copertina

Corso di Fisica dell'Atmosfera

Modelli dinamici e vorticità

Giaiotti Dario & Stel Fulvio



Sommario della lezione

Estensione del modello di vento geostrofico: l'attrito e Ekman layer (svolto alla lavagna)



Proprietà del campo di vento geostrofico (svolto alla lavagna)



Equazione di conservazione della vorticità



Vortici intensi alla meoscala e alla microscala: la teoria



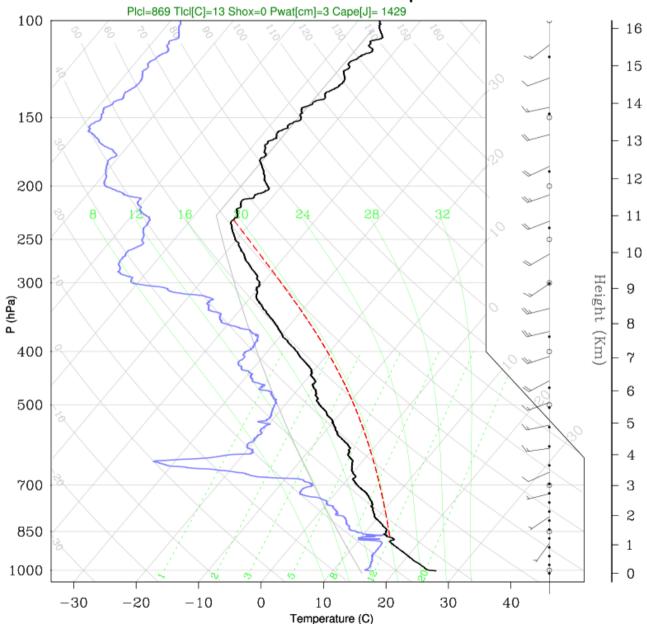
Vortici intensi alla meoscala e alla microscala: fenomenologia e teoria a confronto

Bibliografia di riferimento e per approfondimenti.



Diagramma SkewT e CAPE (Convective Available Potential Energy)

16044 RDS at 20130909 12 UTC lifted parcel 150 m amsl





Equazione di conservazione del quantità di moto (equazione del momento)

$$\frac{d\boldsymbol{v}}{dt} = -2\boldsymbol{\Omega} \times \boldsymbol{v} - \frac{1}{\rho} \boldsymbol{\nabla} p + \boldsymbol{g} + \nu \boldsymbol{\Delta} \boldsymbol{v}$$

Accelerazione volume d'aria elementare

Accelerazione di Coriolis Accelerazione dovuta al gradiente di pressione

Accelerazione di gravità e centrifuga

Accelerazione di dissipazione



Equazione di conservazione della massa (equazione di continuità)

$$\frac{d\rho}{dt} + \rho \nabla \cdot \boldsymbol{v} = 0$$

Variazione di densità del volume elementare di aria

Flusso di massa attraverso il volume elementare di aria

[variazione del volume]



L'equazione di conservazione del quantità di moto in coordinate solidali con la Terra

Termini di curvatura

Coriolis

Gradiente di pressione

Dissipazione

$$\frac{du}{dt} - \frac{uv \ tan(\phi)}{R} + \frac{uw}{R} = 2\Omega v \ sin(\phi) - 2\Omega w \ cos(\phi) - \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + (\nu \Delta v)_x$$

$$\frac{dv}{dt} + \frac{u^2 \tan(\phi)}{R} + \frac{vw}{R} = -2\Omega u \sin(\phi) - \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial y} + (\nu \Delta v)_y$$

$$\frac{dw}{dt} - \frac{u^2 + v^2}{R} = 2\Omega u \cos(\phi) - \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z} - g + (\nu \Delta v)_z$$

Eseguire l'analisi degli ordini di grandezza di ciascun contributo



Vortici intensi alla mesoscala e alla microscala: quali scale spazio-temporali

scale		minuti		ore		giorni	settimane		mesi	anni	km	
Macro	α		3	1						onde planetarie	riscaldamento globale, El Nino/La Nina	>10000
	β								cicloni extra- tropicali, onde barocline			2000
Meso	α						frontogenesi	cicloni tropicali, fronti				200
	β	100		-		Linee di groppo, supercelle, temporali						20
	γ			1	downburst, grandinate					and the	, .	2
Micro	α			convezione profonda, tornadoes,							100	0,2
	β		dust devils, strato limite							- An		0,02
	γ	turbolenza										< 0,02



Trasformazione della vorticità orizzontale in vorticità verticale

$$\dot{\zeta} = \vec{\omega}_h \cdot \nabla_h W + \zeta \frac{\partial W}{\partial z}$$

$$\dot{\vec{\omega}}_h = \vec{\omega} \cdot \nabla \vec{V}_h + \nabla \times \vec{B}$$

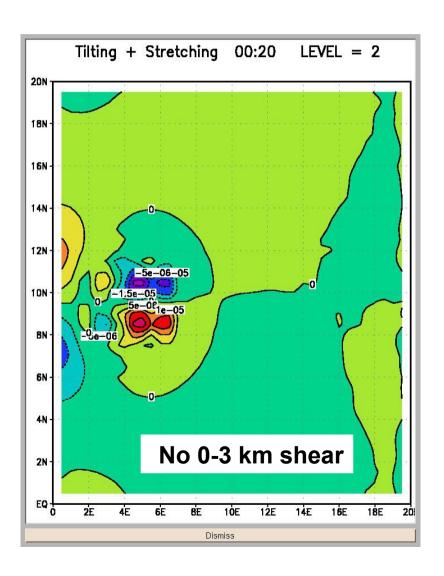
Lagrangian differential approach

since Davies-Jones Klemp & Rotunno Weisman & Klemp works in 1980's

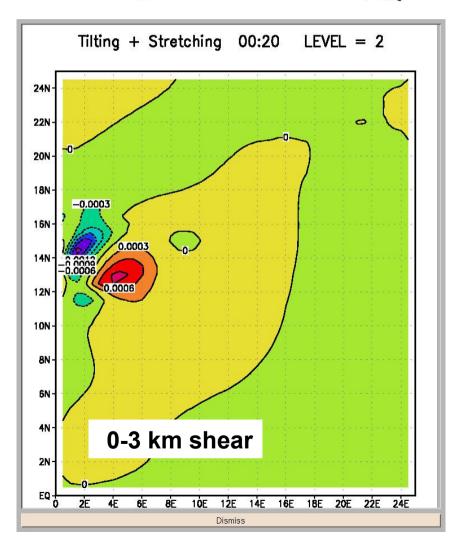




Simulazione numerica tramite modello WRF di supercella (risoluzione 0.5 km dopo 20')

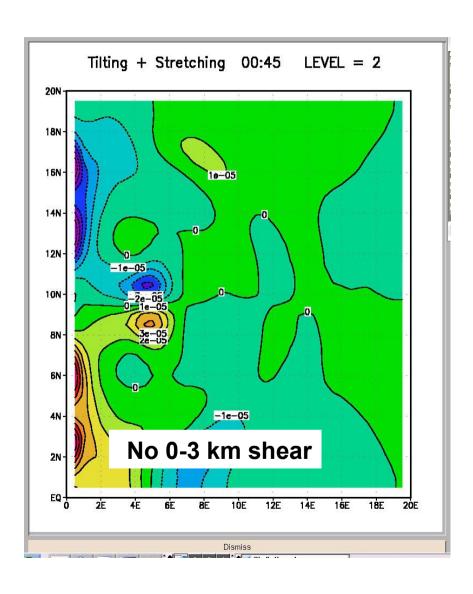


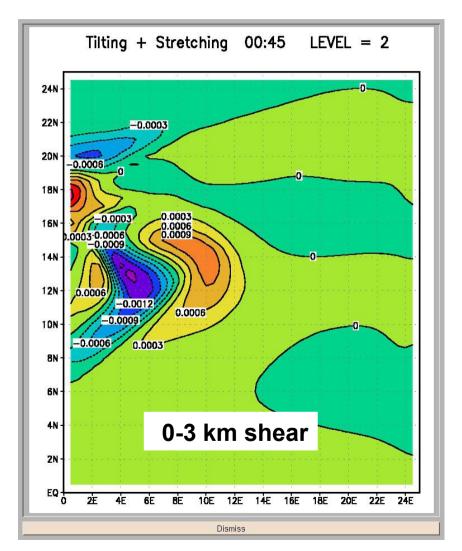
$$\dot{\zeta} = \vec{\omega}_h \cdot \nabla_h W + \zeta \frac{\partial W}{\partial z}$$





Simulazione numerica tramite modello WRF di supercella (risoluzione 0.5 km dopo 45')





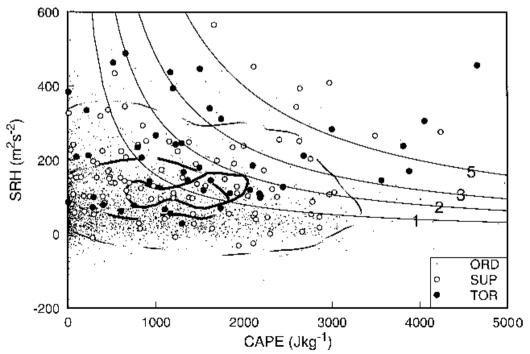


Vortici intensi alla meoscala e alla microscala: fenomenologia e teoria a confronto

$$EHI = \frac{(CAPE) (SRH)}{1.6 \times 10^5}.$$

$$SRH = -\int_0^h \mathbf{k} \cdot (\mathbf{V} - \mathbf{c}) \times \frac{\partial \mathbf{V}}{\partial z} dz,$$

Rasmussen and Blanchard Wea. Forecasting 1998



Ptg. 11. As in Fig. 9 except for BHL Labeled curves are lines of constant BHL Probability density contours are for probability of 2×10^{-7} (m² s⁻² J kg⁻¹)⁻¹ (heavy contours), and black for TOR, medium gray for SUP, and light gray for ORD. Thin black contour omitted.

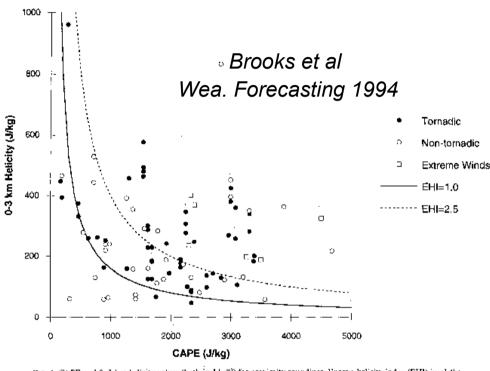


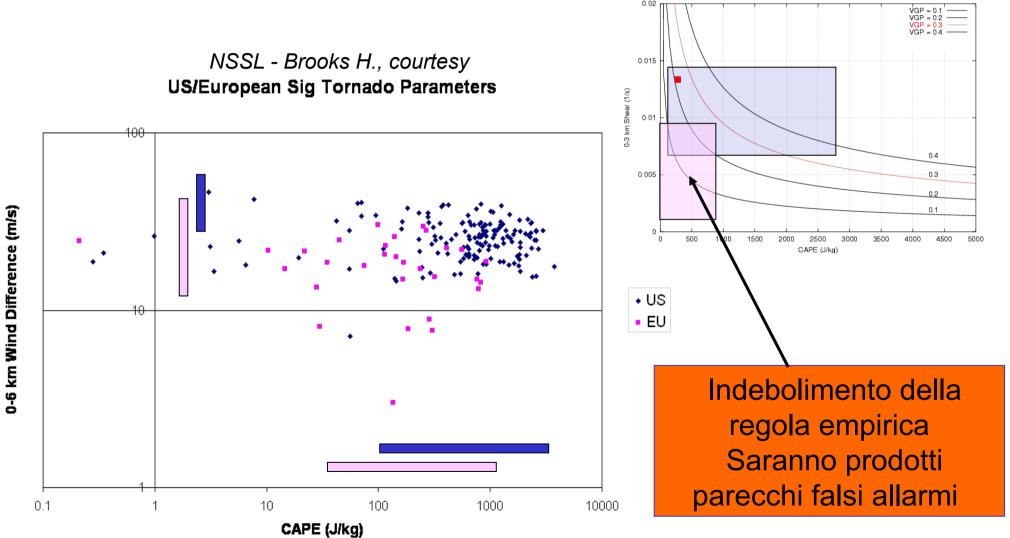
Fig. 5. CAPE and 0-3-km helicity values (both in J kg⁻¹) for proximity soundings. Energy-helicity index (EIII) isopleths of 1.0 and 2.5 are indicated by solid and dashed lines, respectively.

$$\dot{\zeta} = \vec{\omega}_h \cdot \nabla_h W + \zeta \frac{\partial W}{\partial z}$$

$$\dot{\vec{\omega}}_h = \vec{\omega} \cdot \nabla \vec{V}_h + \nabla \times \vec{B}$$

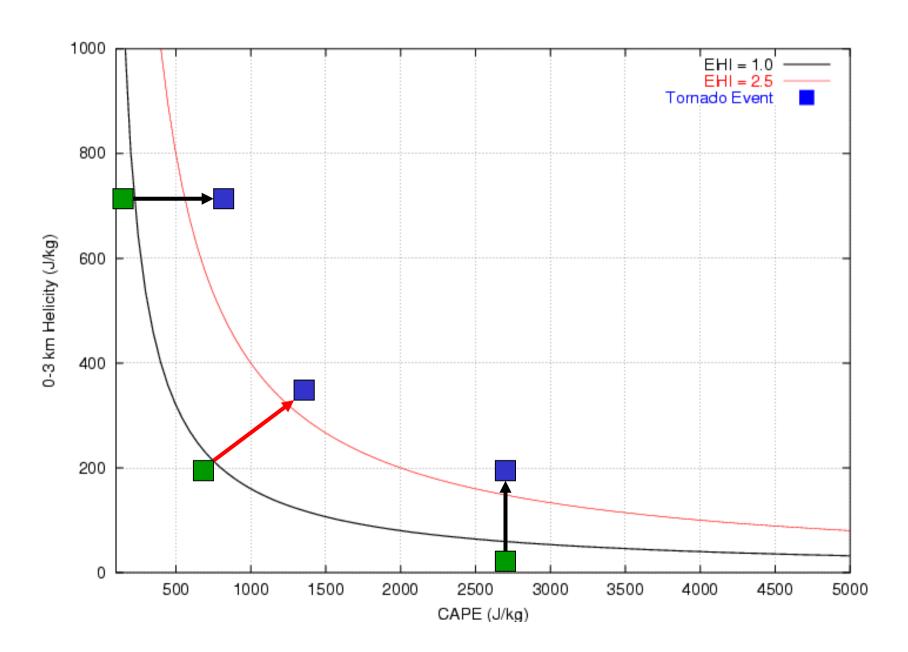


Le regole empiriche sono funzione dell'area geografica a cui si riferiscono



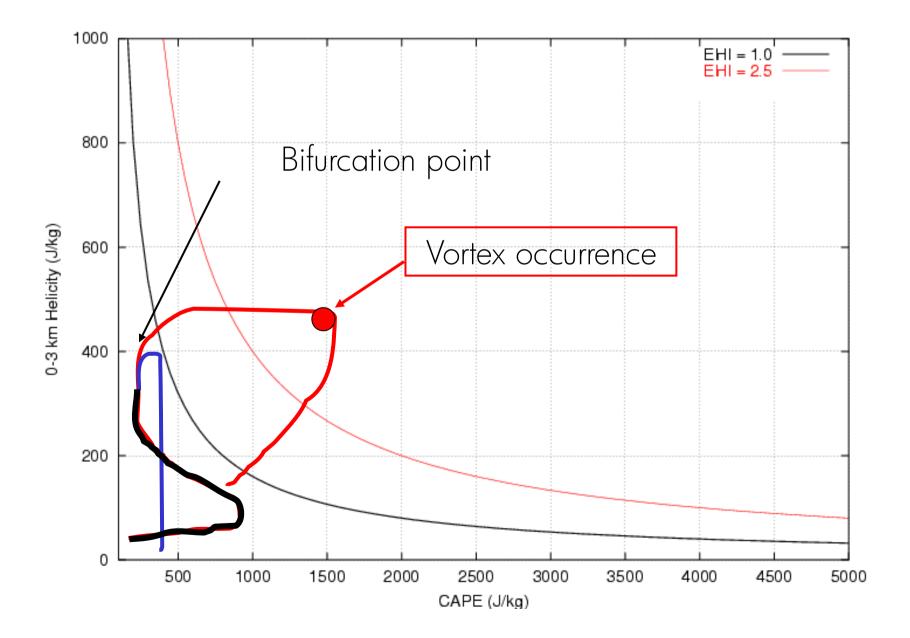


Sensitività delle regole empiriche agli errori di misura



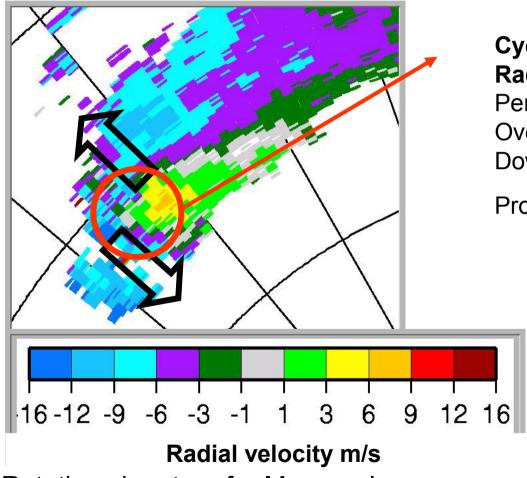


Fluttuazioni dello strato limite e le regole empiriche





Esempio di osservazione di un mesociclone tramite radar Doppler in banda C



Rotation signature for Mesocyclone PPI 2003 07 17 17:05 UTC elevation = 1.0 deg, R = 75 km

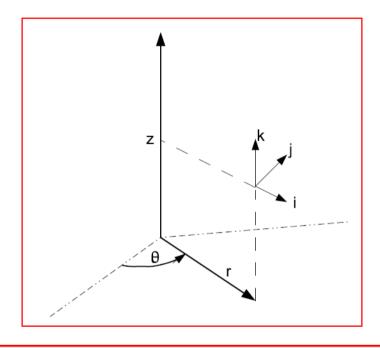
Cyclonic Rotating Thunderstorm
Radius of rotation about 4 km
Periferical average wind speed 12 m/s
Overall structure motion 4 m/s
Downdraft - updraft interaction

Produced effects:

- Long lived storm (2 hours)
 30km path (> 15 villages interested)
- heavy rainfalls (>10 mm/5')
- strong electrical activity
- hailstones size > 2.5 cm
- local downdraft intensity
 20-30 m/s



Modello semplice di vortice atmosferico – Rankine vortex



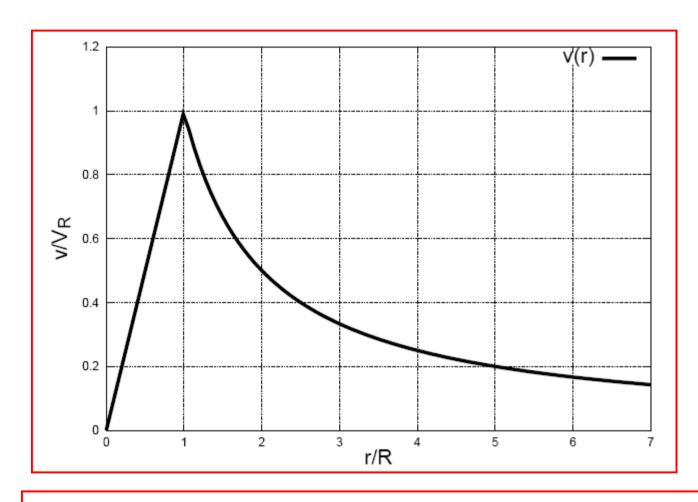
Il modello Rankine vortex, descritto in coordinate cilindriche, assume nulle le componenti radiali e verticali della velocità, mentre per quella tangenziale ci sono due regimi:

- rotazione rigida (parte interna del vortice)
- decrescita iperbolica (parte esterna del vortice)

$$\mathbf{v} = v_r \mathbf{i} + v_\theta \mathbf{j} + v_z \mathbf{k} \text{ where } \begin{cases} v_r = 0 \\ v_\theta = \begin{cases} V_R \frac{r}{R} & \text{if } 0 \leq r < R \\ V_R \frac{R}{r} & \text{if } R \leq r \end{cases} \\ v_z = 0 \end{cases}$$



Rankine vortex: velocità e vorticità



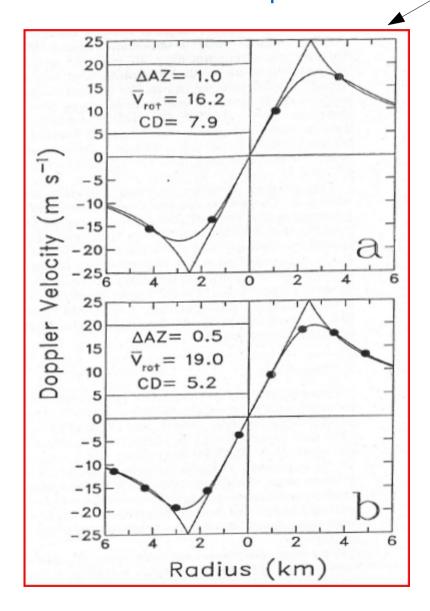
Nel modello Rankine vortex, descritto in coordinate cilindriche, ci sono due regimi di vorticità, entrambi costanti ed uniformi:

- \neq 0 (parte interna)
- \bullet = 0 (parte esterna)

$$\nabla \times \boldsymbol{v} = \boldsymbol{k} \frac{1}{r} \frac{\partial (rv_{\theta})}{\partial r} = \boldsymbol{k} \left(\frac{v_{\theta}}{r} + \frac{\partial v_{\theta}}{\partial r} \right) = \boldsymbol{k} \begin{cases} 2\frac{V_R}{R} & \text{if } 0 \leqslant r < R \\ 0 & \text{if } R \leqslant r \end{cases}$$

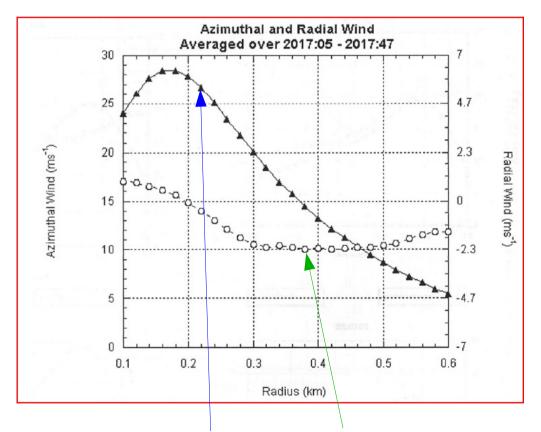


Rankine vortex: esempi reali



Misure della velocità tangenziale di un mesociclone eseguite tramite radar meteorologico Doppler alla distanza di 150 km dal vortice.

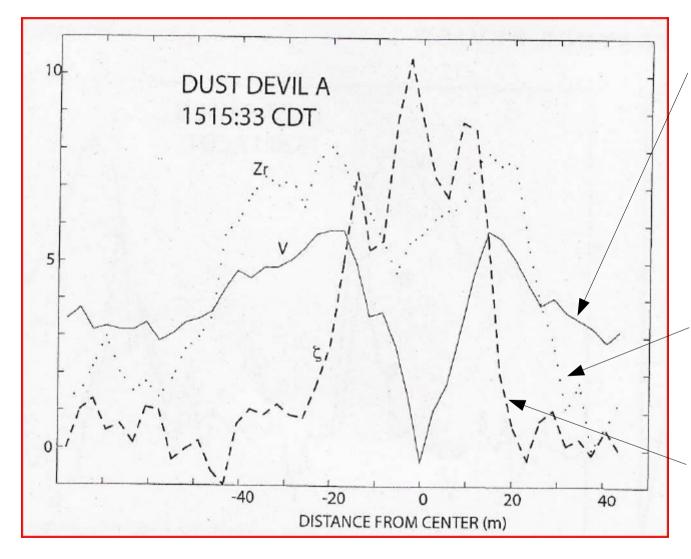
- a) risoluzione in azimut 1.0°
- b) risoluzione in azimut 0.5°



Misure di velocità tangenziale e radiale dei venti in un tornado tramite radar meteorologico Doppler



Rankine vortex: esempi reali



Misura della velocità tangenziale in un dust devil tramite radar meteorologico Doppler.

Velocità tangenziale in ms⁻¹

Riflettività radar dBz/C (C opportuna costante di scala)

Componente verticale della vorticità 10*s⁻¹



Bibliografia

- [1] An introduction to dynamic meteorology, 2004, Holton J. R., Amsterdam Elsevier Academic Press, disponibile in Biblioteca Tecnico Scientifica (BS/04./M/0010) [pagine 83-84]
- [2] Dynamics of the atmosphere, 1995, Dutton J. A., New York Dover publication inc., 617 pp, ddisponibile in Biblioteca Tecnico Scientifica (BS/04./M/0022). [pagine 289-293, 333-343]
- [3] Atmosphere-ocean dynamics, 1982, Gill A. E. New York, NY Academic Press, 662 pp, disponibile all'ICTP Library (551.51 GIL). [per approfondimenti]
- [4] An Introduction to Fluid Dynamics, 1967,Batchelor -G.K., Cambridge University Press, 615 pp, disponibile in Biblioteca Tecnico Scientifica (BS/02/B/0006)[pagine: 81-87 per approfondimenti]
- [5] Atmospheric convection: research and operational forecasting aspects, 2007, D. B. Giaiotti et al., Wien Springer, 226 pp disponibile in Biblioteca Tecnico Scientifica (BS/04/M/0015) [pagine: 189-192], [27-39 per approfondimenti].