# 第三章 气旋与反气旋

章节概述 本节讲授<mark>涡度方程、位势倾向方程、ω方程</mark>的物理意义及其在分析温带气旋与反气旋发展机制方面的 定性应用;影响我国的温带气旋、反气旋的结构特征与活动规律;用位势涡度守恒原理解释天气系统 在上山、下山时强度的变化;并用地转适应的观点解释气旋发展。

### 3.1 气旋、反气旋的特征和分类

<mark>气旋</mark> 气旋是占有三度空间的,在同一高度上中心气压<mark>低于</mark>四周的流场中的涡旋。涡旋中的空气在<mark>北半球逆</mark>

时针旋转,在南半球顺时针旋转。在北半球具有正的涡度,南半球具有负的涡度。

反气旋 反气旋是占有三度空间的,在同一高度上中心气压<mark>高于</mark>四周的流场中的涡旋。涡旋中的空气在<mark>北半球</mark>

顺时针旋转,在南半球逆时针旋转。在北半球具有负的涡度,南半球具有正的涡度。

#### 3.1.1 气旋和反气旋的水平尺度

尺度定义 气旋、反气旋的水平尺度以最外围的闭合等压线的直径长度来表示,反气旋尺度大于气旋。

气旋尺度 平均而言,气旋: 1000km - 3000km, 东亚气旋比欧洲和北美的水平尺度小

反气旋尺度 大者面积可达亚洲大陆的3/4

#### 3.1.2 气旋和反气旋的强度

强度定义 使用中心气压值表征。气旋中心气压值越低,气旋越强,反气旋中心气压值越高,反气旋越强

气旋可以表述为加强或加深发展(等高面低于周围),但反气旋只能说加强。

强度范围 气旋: 970 - 1010hPa 反气旋: 1020 - 1030hPa

平均而言,温带的气旋和反气旋冬季强于夏季,海上的气旋强于陆上的,陆上的反气旋强于海上的。

#### 3.1.3 气旋和反气旋的分类

气旋 地理区域:热带气旋和温带气旋

热力性质: 锋面气旋(有温度对比)和无锋气旋(无温度对比,如台风、热低压)

**反气旋** 地理区域: **极地、温带和副热带反气旋**(西太平洋副热带高压)

热力性质: 冷性反气旋(西伯利亚冷高压)、暖性反气旋(西太平洋副热带高压)

气旋与反气旋会相互转化。无锋气旋可以转化为锋面气旋(台风北上)、冷高压也可以受热变为热高压

温带气旋 源地:不是均匀分布在温带地区的。

北半球气旋源地的特点:① 1、7 月**北太平洋和北大西洋两个气旋最大频率中心**(阿留申低压、冰岛低压)、② 源地分布基本**与纬圈平行**、③ 巨大山地背风一侧及其以东地区、④ 海湾以及内陆胡泊(非绝热加热影响:冬季温度高)

东亚无论冬夏, 30~35N,45~50N 生成频率最多。 与锋生带有关

# 3.2 涡度和涡度方程

引入 使用气压的变化率误差较大,但发现大尺度大气运动具有涡旋和准地转平衡的特点,可以用涡度衡量。

#### 3.2.1 涡度

**涡度** 度量空气块**旋转程度和旋转方向**的物理量 单位: 1/s 量纲:  $\zeta \sim V/L$ 

量级  $\vec{\zeta} \sim 10^{-5}$  大尺度  $\vec{\zeta} \sim 10^{-4}$  中尺度  $\vec{\zeta} \sim 10^{-3}$  小尺度  $f \sim 10^{-4}$  中高纬度

 $f = 2\Omega \sin \varphi$  称为地转参数,也称为**地转涡度**,对于大尺度运动,地转涡度要更大。

公式 
$$\vec{\zeta} = \nabla \times \vec{V} = \begin{vmatrix} \vec{i} & \vec{j} & \vec{k} \\ \frac{\partial}{\partial x} & \frac{\partial}{\partial y} & \frac{\partial}{\partial z} \\ u & v & w \end{vmatrix} = \left(\frac{\partial w}{\partial y} - \frac{\partial v}{\partial z}\right) \vec{i} + \left(\frac{\partial u}{\partial z} - \frac{\partial w}{\partial x}\right) \vec{j} + \left(\frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial y}\right) \vec{k}$$
 大尺度准水平,前两项不考虑

我们关注的是  $\zeta_z = \frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial y}$  P坐标系中相对涡度的垂直分量  $\zeta_p = \left(\frac{\partial v}{\partial x}\right)_p - \left(\frac{\partial u}{\partial y}\right)_p$ 

方向 涡度的方向是指旋转轴的方向,不在气流旋转平面。

物理意义 涡度的物理意义: 简化问题: 设u=0  $\frac{\partial u}{\partial y}=0$  只考虑  $\frac{\partial v}{\partial x}>0$ 

由于**风速分布不均匀**,原线段*ab*变化为*a'b'*,**平移外发生了转动**。

**转动角速度**有: 
$$(v_b - v_a)\delta t = \delta x \delta \theta \Rightarrow \lim_{\delta t \to 0} \frac{\delta \theta}{\delta t} = \frac{v_b - v_a}{\delta x} \Rightarrow \frac{d\theta}{dt} = \frac{\partial v}{\partial x}$$

可得 $\partial v/\partial x$ 表示与x轴平行的气块边界转动角速度,同理 $-\partial u/\partial y$ 表示与y轴平行的气块边界角速度。如果把气块换为刚体,则  $\frac{\partial u}{\partial x}=-\frac{\partial u}{\partial y}$ ,于是  $\zeta_z=2\frac{d\theta}{dt}$ ,**涡度为刚体旋转角速度的两倍**。

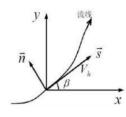
风场在空间分布不均匀,导致质点在流场中发生旋转。

#### 3.2.1.1 绝对涡度与相对涡度

**绝对涡度**  $\vec{V}_a$ 表示绝对速度, $\vec{V}$ 表示空气相对于地球的相对速度, $\vec{V}_a$ 为牵连速度。

 $\vec{V}_a = \vec{V} + \vec{V}_e \Rightarrow \vec{\zeta}_a = \vec{\zeta} + \vec{\zeta}_e$  绝对涡度=相对涡度+地转涡度

如果涡度没有矢量符号,则表示垂直分量



自然坐标系的转换

#### 3.2.1.2 曲率涡度与切变涡度

**自然坐标** 令水平方向全风速为
$$V_h$$
,则有:  $\vec{V}_h = V_h \vec{s} \implies \begin{cases} u = V_h \cdot \vec{\iota} = V_h \cos \beta \\ v = V_h \cdot \vec{J} = V_h \sin \beta \end{cases}$ 

$$\frac{\partial v}{\partial x} = \frac{\partial V_h}{\partial x} \sin \beta + V_h \cos \beta \frac{\partial \beta}{\partial x} \qquad \frac{\partial u}{\partial y} = \frac{\partial V_h}{\partial y} \cos \beta - V_h \sin \beta \frac{\partial \beta}{\partial y}$$

$$\zeta = V \frac{\partial \beta}{\partial s} - \frac{\partial V}{\partial n} = \frac{V}{R_{s \text{ maxing}}} - \frac{\partial V}{\partial n}$$
 要認度  $VK_{s} - \frac{\partial V}{\partial n}$ 

曲率涡度 表示由于流线(或等高线)弯曲造成的涡度,风速愈大,曲率愈大,涡度就愈大。

气旋性弯曲时, 曲率涡度为正; 反气旋性弯曲时, 曲率涡度为负; 等高线平直, 曲率涡度为零。

切变涡度 速度在法线方向分布不均匀,也就是**等高线沿着法线方向分布不均匀。<mark>急流附近切变涡度较为明显</mark>。** 

急流轴的两侧: 北侧具有正的切变涡度  $-\frac{\partial v}{\partial n} > 0$ , 南侧具有负的切变涡度  $-\frac{\partial v}{\partial n} < 0$ , 导致高空辐散

注意 弯曲流场的涡度可能等于零。 只要流体微团的环流保持不变。

$$\oint_{L} \vec{V} \cdot d\vec{l} = 0 \qquad \qquad \zeta = \frac{V}{R_{s}} - \frac{\partial V}{\partial n} = -\frac{a}{R^{2}} + \frac{a}{R^{2}} = 0$$

# 11.

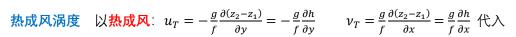
#### 3.2.1.3 地转风涡度、热成风涡度与行星涡度

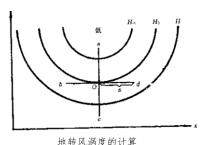
地转风涡度 以地转风代替实际风, 得地转风涡度:

$$\boldsymbol{\zeta}_g = \frac{\partial \boldsymbol{v}_g}{\partial \boldsymbol{x}} - \frac{\partial \boldsymbol{u}_g}{\partial \boldsymbol{y}} = \frac{g}{f} \Big( \frac{\partial^2 \mathbf{z}}{\partial \boldsymbol{x}^2} + \frac{\partial^2 \mathbf{z}}{\partial \boldsymbol{y}^2} \Big)_{ \stackrel{\text{to}}{=} \frac{\partial \boldsymbol{v}_f}{\partial \boldsymbol{x}^2} } = \frac{9.8}{f} \Big( \frac{\partial^2 \boldsymbol{H}}{\partial \boldsymbol{x}^2} + \frac{\partial^2 \boldsymbol{H}}{\partial \boldsymbol{y}^2} \Big)_{ \stackrel{\text{to}}{=} \frac{\partial \boldsymbol{v}_g}{\partial \boldsymbol{y}^2} }$$

说明等高线的不同弯曲状态。决定了地转风涡度的正负和大小

二阶导数反应**等高线曲率**,如右图  $\zeta_g \approx \frac{v_d - v_b}{\Delta x}$ 





槽线上曲率涡度最大

得到:  $\zeta_T = \frac{\partial v_T}{\partial x} - \frac{\partial u_T}{\partial y} = \frac{g}{f} \left( \frac{\partial^2 h}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 h}{\partial y^2} \right) = \frac{g}{f} \nabla^2 h$  冷舌中有正的热成风涡度, 暖舌中有负的热成风涡度

**行星涡度** 牵连速度代入  $\vec{V}_e = \vec{\Omega} \times \vec{R}$  取自然坐标有  $\vec{\zeta}_e = \frac{V_e}{R} + \frac{\partial V_e}{\partial R} = 2\Omega$  向量形式为  $\vec{\zeta}_e = 2\Omega$  可见行星涡度的方向与地球自转方向一致、大小是自转角速度的两倍。

绝对涡度垂直分量:  $\left(\vec{\zeta}_a\right)_z = \left(\vec{\zeta}\right)_z + 2\Omega\sin\phi$   $\left(\vec{\zeta}_a\right)_p = \left(\vec{\zeta}\right)_p + 2\Omega\sin\phi$ 

其中  $f = 2\Omega \sin \varphi$  为行星涡度的垂直分量,又称**地转参数**。 北半球f > 0,南半球f < 0

#### 3.2.2 涡度方程 (p坐标)

#### 3.2.2.1 涡度方程的推导与公式

引入 我们想通过旋转程度来分析气旋或反气旋的增强情况,需要推导涡度与时间的关系。

推导 对运动方程  $\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + v \frac{\partial u}{\partial y} + \omega \frac{\partial u}{\partial p} = -g \frac{\partial z}{\partial x} + fv$  ①  $\frac{\partial v}{\partial t} + u \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} + \omega \frac{\partial v}{\partial p} = -g \frac{\partial z}{\partial y} - fu$  ②

要凑出涡度的表达式 $\zeta_p = \frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial v}$ ,可以对②求x偏导数,对①求y偏导数,并相减:

2: 
$$\frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\partial v}{\partial x} \right) + u \frac{\partial}{\partial x} \left( \frac{\partial v}{\partial x} \right) + \frac{\partial u}{\partial x} \frac{\partial v}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial}{\partial y} \left( \frac{\partial v}{\partial x} \right) + \frac{\partial \omega}{\partial x} \frac{\partial v}{\partial p} + \omega \frac{\partial}{\partial p} \left( \frac{\partial v}{\partial x} \right) = -g \frac{\partial^2 z}{\partial x \partial y} - u \frac{\partial f}{\partial x} - f \frac{\partial u}{\partial x} \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial x} \frac{\partial v}{\partial y} + v \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial y} + v \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial y} + v \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} \frac{\partial v}{\partial y} + v \frac{\partial$$

$$\left[\frac{\frac{\partial \zeta}{\partial t} + u \frac{\partial \zeta}{\partial x} + v \frac{\partial \zeta}{\partial y} + u \frac{\partial f}{\partial x} + v \frac{\partial f}{\partial y} + \omega \frac{\partial \zeta}{\partial p}\right] = \frac{\partial \omega}{\partial y} \frac{\partial u}{\partial p} - \frac{\partial \omega}{\partial x} \frac{\partial v}{\partial p} - (f + \zeta) \left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$$

**涡度方程**  $\frac{d(f+\zeta)}{dt} = \left(\frac{\partial \omega}{\partial y}\frac{\partial u}{\partial p} - \frac{\partial \omega}{\partial x}\frac{\partial v}{\partial p}\right) - (f+\zeta)\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$  **绝对涡度个别变化=涡度倾侧**—绝对涡度水平**散度项** 

局地变化  $\frac{\frac{\partial \zeta}{\partial t} = -\left(u\frac{\partial \zeta}{\partial x} + v\frac{\partial \zeta}{\partial y}\right) - \left(u\frac{\partial f}{\partial x} + v\frac{\partial f}{\partial y}\right) - \omega\frac{\partial \zeta}{\partial p} + \left(\frac{\partial \omega}{\partial y}\frac{\partial u}{\partial p} - \frac{\partial \omega}{\partial x}\frac{\partial v}{\partial p}\right) - (f + \zeta)\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right) }{2}$ 

涡度局地变化= -相对涡度平流-地转涡度平流-涡度垂直输送+涡度倾侧项-绝对涡度水平散度项

或记忆为: 
$$\frac{\partial \zeta}{\partial t} = -\vec{V} \cdot \nabla \zeta - \omega \frac{\partial \zeta}{\partial p} - \beta v + \left(\frac{\partial \omega}{\partial y} \frac{\partial u}{\partial p} - \frac{\partial \omega}{\partial x} \frac{\partial v}{\partial p}\right) - (f + \zeta) \left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$$

 $\frac{\partial \zeta}{\partial t} > 0$  表示气旋性涡度增加,反气旋性涡度减小  $\frac{\partial \zeta}{\partial t} < 0$  表示反气旋性涡度增加,气旋性涡度减小

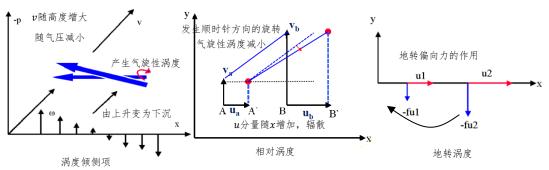
#### 3.2.2.2 涡度方程的物理意义

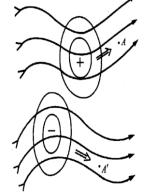
涡度倾侧项  $\left(\frac{\partial \omega}{\partial v}\frac{\partial u}{\partial n} - \frac{\partial \omega}{\partial x}\frac{\partial v}{\partial n}\right)$  由于垂直速度在水平方向分布不均匀,使涡度水平分量<u>转化为</u>铅直分量

相对涡度 相对涡度与水平散度  $-\zeta\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$   $\zeta > 0$ 时(具有气旋性涡度时),水平辐散使气旋性涡度减小  $\zeta < 0$ 时(具有反气旋性涡度时),水平辐散使反气旋性涡度减弱 **辐散使得旋转系统减弱** 

**地转涡度** 地转涡度与水平散度  $-f\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$  辐散使反气旋性涡度增加,气旋性涡度减小;辐合使气旋性涡度

增加,反气旋性涡度减小 水平辐散时,  $\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} > 0$  有  $-f\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right) < 0$ 





#### 槽线上相对涡度最大,槽前有正的相对涡度平流,槽后有负的相对涡度平流 槽脊情况

- ① 槽前脊后,沿着气流方向相对涡度减小,**有正涡度平流**,局地涡度增加  $\Delta \zeta > 0$  附加气旋性环流
- ② 槽后脊前、沿着气流方向相对涡度增加、**有负涡度平流**、局地涡度减小  $\Delta \zeta < 0$  附加反气旋环流 附加的环流结合地转偏向力导致辐散(高空槽前有辐散)
- ③ 槽前脊后同时有高空辐散,低层辐合上升,冷却,导致 $-\Delta H$ ; 槽后脊前同时有高空辐合, $+\Delta H$
- ④ 槽脊线为**涡度平流零线**,正圆形的高低压系统涡度平流为零

短波槽 $(L \leq 3000km)$ 以相对涡度平流为主、长波槽以地转涡度平流为主,稳定西退

#### 相对平流

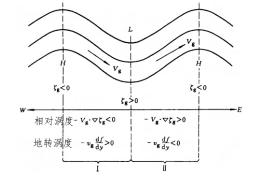
 $-\left(u\frac{\partial\zeta}{\partial x}+v\frac{\partial\zeta}{\partial y}\right)$  空气**作水平运动时**产生的涡度局地变化

相对涡度分布不均匀和大气水平运动所引起的局地涡度变化

地转平流

$$-\left(urac{\partial f}{\partial x}+
urac{\partial f}{\partial y}
ight)=-oldsymbol{eta}
u_y$$
方向速度,空气块南北运动  $rac{\partial f}{\partial x}=0$   $rac{\partial f}{\partial y}=eta$ 

北半球, f > 0,  $\beta > 0$  当吹南风时(v > 0), 气块f增大, 为 保持绝对涡度守恒, 气块ζ必须减小, 使得局地相对涡度减小。



垂直输送

$$-\omega \frac{\partial \zeta}{\partial x}$$
 涡度垂直输送,取决于相对涡度随高度的变化

 $\frac{\partial \zeta}{\partial n}>0$  相对涡度随高度减小, $\omega<0$  上升运动局地涡度增加, $\omega>0$  下沉运动局地涡度减小

 $\frac{\partial \zeta}{\partial n} < 0$  相对涡度随高度增加,  $\omega < 0$  局地涡度减小,  $\omega > 0$  局地涡度增加

高空槽前下方有气旋,槽前正涡度平流随高度增强,低层辐合上升加强,触发气旋发展。

#### 3.2.3 涡度方程的简化

尺度分析

$$\frac{\partial \zeta}{\partial t} = -\left(u\frac{\partial \zeta}{\partial x} + v\frac{\partial \zeta}{\partial y}\right) - v\frac{\partial f}{\partial y} - \omega\frac{\partial \zeta}{\partial p} + \left(\frac{\partial \omega}{\partial y}\frac{\partial u}{\partial p} - \frac{\partial \omega}{\partial x}\frac{\partial v}{\partial p}\right) - (f+\zeta)\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right),$$

$$\frac{V^2}{L^2} \qquad V \cdot 10^{-13} \quad \frac{WV}{LH} \qquad \frac{WV}{LH} \qquad f_0 \cdot 10^{-6}$$

$$\mathbf{10^{-10}} \qquad \mathbf{10^{-10}} \qquad \mathbf{10^{-11}} \qquad \mathbf{10^{-11}} \qquad \mathbf{10^{-10}}$$

零级简化

$$\frac{d(f+\zeta)}{dt} = -(f+\zeta)\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$$

运动方程中速度的时间导数项比气压梯度力小一个数量级; 气压局地变化项为小项

物理解释

相对涡度的局地变化主要由涡度的平流变化,空气微团的南北运动以及水平辐合辐散造成。

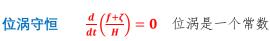
又因为  $f \gg \zeta$  有  $\frac{d(f+\zeta)}{dt} = -f\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$  当大气准水平无辐散时,有  $\frac{d(f+\zeta)}{dt} = 0$ 

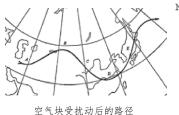
即水平无辐散大气中绝对涡度守恒,由此导致了罗斯贝波的生成。

# 3.2.4 位涡(位势涡度)及位涡守恒

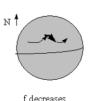
垂直位涡度  $\frac{f+\zeta}{H}$  或  $\frac{f+\zeta}{\Delta p}$  绝对涡度与气柱厚度的比值

称为正压大气的**垂直位涡度**。









罗斯贝波的生成

位涡

位涡是一个综合描述大气运动状态和热力状态的物理量。

位涡守恒定律揭示了大气热力结构对涡度变化的约束效应。

位涡度方程 由涡度方程、连续方程、热力学能量方程以及状态方程,通过变换,可以得到 Ertel 位涡度方程

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{\vec{\zeta}_{a} \cdot \nabla s}{\rho} \right) = \frac{1}{\rho} \nabla s_{\text{$\mathfrak{m}$}} \cdot \nabla \times \vec{F}_{\text{$\underline{p}$}} \times \vec{F}_{\text{$\underline{p}$}} \times \vec{F}_{\text{$\underline{p}$}} \times \nabla \times \vec{F}_$$

在<mark>绝热无摩擦</mark>条件下,则位涡度方程变为  $\frac{d}{dt} \left( \frac{\overline{\xi}_{a} \cdot \nabla_{s}}{a} \right) = 0$  称为**位涡守恒定律。** 

形式推导

因大气的水平运动远大于垂直运动, 且物理量的垂直变化远大于水平变化, 近似有

$$\frac{\vec{c}_a \cdot \nabla s}{\rho} \xrightarrow{\stackrel{\text{iff}}{=}} \frac{(f + \zeta)}{\rho} \cdot \frac{\partial s}{\partial z} \xrightarrow{\text{infinity}} \frac{c_p}{\rho} (f + \zeta) \frac{\partial \ln \theta}{\partial z} \qquad s = c_p \ln \theta$$

$$\frac{d}{dt} \left[ \frac{f + \zeta}{\rho} \frac{\partial \ln \theta}{\partial z} \right] = \frac{1}{\rho} \frac{\partial \ln \theta}{\partial z} - \left( \frac{\partial F_y}{\partial z} - \frac{\partial F_x}{\partial y} \right) + \frac{f + \xi}{\rho c_p} \frac{\partial}{\partial z} \left( \frac{Q}{T} \right) \qquad \frac{d}{dt} \left[ (f + \zeta) \frac{\partial \ln \theta}{\partial p} \right] = \frac{\partial \ln \theta}{\partial p} \left( \frac{\partial F_y}{\partial x} - \frac{\partial F_x}{\partial y} \right) + \frac{f + \xi}{c_p} \frac{\partial}{\partial p} \left( \frac{Q}{T} \right)$$

若绝热无摩擦  $\frac{d}{dt}\left[(f+\zeta)\frac{\partial \ln \theta}{\partial n}\right]=0$  进一步的,在干绝热过程中,**空气微团始终在等位温面或等熵** 

面上运动,在两个等熵面之间的空气柱尽管在运动过程中有所伸缩,但始终被禁锢在两个等熵面(位温 面)间。介于两个等位温面间的气柱,设其气压差为 $\Delta p$ ,因绝热过程中空气微团的位温保持守恒,则:

$$(f+\zeta)\frac{\partial \ln \theta}{\partial p} = (f+\zeta)\frac{\ln \theta_2 - \ln \theta_1}{\Delta p} = \frac{(f+\zeta)}{\Delta p}\ln \frac{\theta_2}{\theta_1} \quad \Rightarrow \frac{d}{dt}\left(\frac{f+\zeta}{\Delta p}\right) = 0$$

若假定气层厚度为H,且空气不可压,则有 AH = const,A为气柱底面积,H为厚度

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} = \frac{1}{A} \frac{dA}{dt} \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} = -\frac{1}{H} \frac{dH}{dt} \qquad \frac{d(f+\xi)}{dt} = -(f+\xi) \left( \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} \right) \qquad \qquad \frac{d(f+\zeta)}{dt} = (f+\zeta) \frac{1}{H} \frac{dH}{dt}$$

反气旋性涡度增大。上山一侧有利于反气旋生成发展, 背风

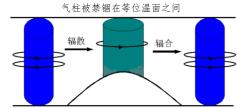
$$\frac{d(f+\zeta)}{dt} = (f+\zeta)\frac{1}{H}\frac{dH}{dt}$$

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{f + \xi}{H} \right) = 0$$
 H增大,为辐合 H减小,为辐散

① 气柱上山、H减小、辐散、f不变、则气旋性涡度减小,

坡一侧有利于气旋的生成。

② 正压绝热过程下的位涡守恒:  $\frac{d}{dt} \left( \frac{f+\xi}{\Delta n} \right) = 0$ 



具体解释

应用

如下方左图,均匀广阔的西风气流,遇到南北向无限宽的山脉地形

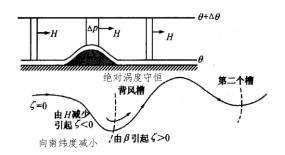
- ① 上山前,均匀西风气流,因此相对涡度为0
- ② 上山,**厚度H减小**,f不变,因此相对涡度 $\zeta$ 减小;此时 $\zeta$  < 0,是反气旋性涡度,导致空气块向南 运动, 进一步导致**f减小**
- ③ 越过山顶后,因为 $\beta$ 效应,即绝对涡度守恒,f减小,则相对涡度增加。同时下山中,H增加,位涡 守恒要求相对涡度增加。
- ④ 因此气块运动将按照气旋式环流轨迹,使得在山后形成第一个槽:背风槽(下方右图)。此后按照 **绝对涡度守恒**. 向下游形成一些列的槽。 真实情况下,有地形的摩擦作用、绕流作用。

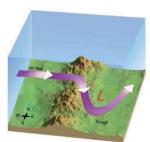
问题

为何使用涡度方程可以预测天气变化?

因为大尺度天气过程中,大气基本上是**做涡旋运动的**,且满足**准地转关系**,知道了涡度变化也就大致 知道了气压变化,因而可以利用涡度变化做大尺度天气预报。  $\zeta_g = \frac{1}{f} \nabla^2 \phi \propto -\phi$ 

sin()函数求两次导变为负号 所以  $\frac{\partial \zeta_g}{\partial t} \propto -\frac{\partial \phi}{\partial t}$  由此引入涡度方程





# 3.3 位势倾向方程与ω方程

- 引入 涡度方程不能直接用于判断形势发展(<mark>右端水平辐散项不能直接从天气图上的位势高度判断</mark>),为此需 要将涡度方程**变化为位势倾向方程**。同时为了理解气旋发展的物理实质,常引入ω方程。
- 倾向 某地**物理量随时间的变化**,也就是通常所说的<mark>物理量的局地变化</mark>,表示为 $\partial/\partial t$

#### 3.3.1 位势倾向方程

#### 3.3.1.1 方程形式与推导

推导 1. 将**连续方程**  $\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} = -\frac{\partial \omega}{\partial p}$  代入**涡度方程**:  $\frac{d(f+\zeta)}{dt} = -f\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y}\right)$  ,并展开个别变化为局地变化和

平流变化之和,得到  $\frac{\partial \zeta}{\partial t} + \overrightarrow{V_g} \cdot \nabla(f + \zeta) = f \frac{\partial \omega}{\partial p}$  准地转关系则为:  $\frac{\partial \zeta_g}{\partial t} + \overrightarrow{V_g} \cdot \nabla(f + \zeta_g) = f \frac{\partial \omega}{\partial p}$ 

2. 假设**准地转关系**,以**地转风**  $\begin{cases} u_g = -\frac{1}{g} \frac{\partial \phi}{\partial y} \\ v_g = \frac{1}{f} \frac{\partial \phi}{\partial x} \end{cases} \Rightarrow \zeta_g = \frac{\partial v_g}{\partial x} - \frac{\partial u_g}{\partial y} = \frac{1}{f} \nabla^2 \phi \text{ 代入得到:}$ 

 $abla^2 rac{\partial \phi}{\partial t} + f \overrightarrow{V_g} \cdot \nabla (f + \zeta_g) = f^2 rac{\partial \omega}{\partial p}$  ② 其中有两个变量 $\phi$ ,  $\omega$ ,  $\phi$ 是未知数保留,我们**希望消去** $\omega$ 

注意: 第一项 $\phi$ 是连续的,可以偏导交换;中间一项表示涡度平流项,是已知项,可以通过等高线分析判断得到。 平流补充:  $-\vec{V}\cdot\nabla$ (:...) 其依赖于风速、物理要素梯度和两者的夹角。

3. 从**位温**出发:  $\theta = T\left(\frac{1000}{p}\right)^{\frac{AR}{c_p}} \Rightarrow \ln \theta = \ln T + \frac{AR}{c_p}(\ln 1000 - \ln p)$  取微分:  $\frac{1}{\theta}d\theta = \frac{1}{T}dT - \frac{AR}{c_pp}dp$ 

乘以系数凑整: 原式  $\times Tc_p \Rightarrow \frac{Tc_p}{\theta}d\theta = c_p dT - \frac{ART}{p}dp$  利用热力学第一定律:  $dQ = c_p dT - \frac{ART}{p}dp$ 

(系统内能变化等于加入系统的热量与系统对环境做功的差)。则  $\frac{Tc_p}{\theta}d\theta=dQ\Rightarrow \frac{dQ}{c_pT}=\frac{d\theta}{\theta}$ 

对单位时间而言  $(\vec{x}dt)$ :  $\frac{1}{c_pT}\frac{dQ}{dt} = \frac{1}{\theta}\frac{d\theta}{dt}$  展开:  $\frac{1}{\theta}\left(\frac{\partial\theta}{\partial t} + \vec{V} \cdot \nabla\theta + \omega \frac{\partial\theta}{\partial p}\right) = \frac{1}{c_pT}\frac{dQ}{dt}$  ③

4. 对位温公式取对数后在**等压面上**(p=const), **两端求\frac{\partial}{\partial t}**:  $\frac{\partial}{\partial t} \ln \theta = \frac{\partial}{\partial t} \ln T \Rightarrow \frac{1}{\theta} \frac{\partial \theta}{\partial t} = \frac{1}{T} \frac{\partial T}{\partial t}$ 

引入气体状态方程  $p=\rho RT$ ,  $T=rac{p}{R
ho}$ ,  $\alpha=rac{1}{
ho}$  得到:  $rac{1}{T}rac{\partial T}{\partial t}=rac{
ho R}{p}\cdotrac{p}{R}\cdotrac{\partial (1/
ho)}{\partial t}=rac{1}{lpha}rac{\partial lpha}{\partial t}$ 

所以  $\frac{1}{\theta} \frac{\partial \theta}{\partial t} = \frac{1}{\alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial t}$  两端求 $\frac{\partial}{\partial x}$ ,  $\frac{\partial}{\partial y}$ :  $\frac{1}{\theta} \frac{\partial \theta}{\partial x} = \frac{1}{\alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial x}$  和  $\frac{1}{\theta} \frac{\partial \theta}{\partial y} = \frac{1}{\alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial y}$  由此可得**位温和比容的关系**:  $\frac{1}{\theta} \nabla \theta = \frac{1}{\alpha} \nabla \alpha$