

短期天气预报的 流体力学方法引论

И. А. 基别尔 著

科学出版社

短期天气预报的 流体力学方法引论

И. А. 基別尔 著

王宗皓 仇永炎 周曉平

金汉良 紀立人 張玉玲 譯

曾邻生 顧鈞禧 顧震潮

顧震潮 周曉平 校

科 学 出 版 社

2960/18

И. А. КИБЕЛЬ
ВВЕДЕНИЕ В ГИДРОДИНАМИЧЕСКИЕ
МЕТОДЫ КРАТКОСРОЧНОГО ПРОГНОЗА ПОГОДЫ

Гостехиздат Москва

1957

內 容 提 要

本書是目前全面總結用流体力学方法通过数值計算來作天气預報(数值天气預報)的这种新技术的唯一專著。本書虽称为短期天气預報,但在原理、方法上以及对幅射等考虑方面有許多对長期天气預報也是适用的。

本書是数值天气預報工作者,天气預報工作者,气象研究及气象教学工作者很有价值的参考書。

短期天气預報的
流 体 力 学 方 法 引 论

И. А. 基別尔著

顧 震 潮 等 譯

*

科学出版社出版(北京朝陽門大街117号)

北京市書刊出版業營業許可証出字第061号

中国科学院印刷厂印刷 新華書店總經售

*

1959年6月第一版

1959年6月第一次印刷

(京) 0001—4,000

書号: 1757; 字数: 305,000

开本: 850×1168 1/32

印張: 11 3/4 插頁: 1

定價 (10) 2.00 元

序 言

編寫本書的基本材料是我 1956 年上半年在國立莫斯科大學數學力學系講課時所用的講義。

流體力學方法的天氣預報在科學中是一個歷史很短但發展很快的部門，它是介於氣象學、流體力學和計算數學之間的一門邊界學科。因此，不論數學家或物理學家對它都很感興趣。另一方面，這種情況也使得闡述問題比較困難。例如，本書必須詳盡地導出輻射熱通量的方程，而這一點在一般的流體動力學教程中很少做到，同時，本書也必須詳細地闡述適用於電子計算機的某些偏微分方程解的近似方法，而到目前為止，各種氣象學教程還沒有涉及到這方面的問題。

關於流體力學方法應用於氣象要素預報的問題，目前已發表了很多的論文；本書不可能包括非常全面。在我国的文獻方面，本書作者首先力圖闡述蘇聯水文氣象總局中央預報研究所（莫斯科）動力氣象組近幾年來所得到的結果，在外國的研究方面，作者主要只討論那些已用電子計算機加以檢驗的結果。

本書共分為十二章。

第一章包括流體力學和熱力學的基本方程，並提出行星邊界層發生的概念；同時指出估計輻射熱通量的方法（一般的流體力學教程對這一問題的闡述是不夠充分的）。

第二章敘述技術性的問題，對邊界層以外的流體力學方程提出了各種不同的概念；在本書以下各章中還會應用到這些概念。

第三章討論天氣預報問題中的氣象量的量級問題；同時指出用流體力學方程建立預報關係式的初步方法。

第四章提出預報問題，然後討論風向地轉風調整這一重要問題。本章內所列出的計算（數據），同時還可以說明下面幾章所牽涉到的其他一些問題，因此這些計算在本章內都有詳細介紹。

第五章导出平均層上的預报方程,并給出預报气压和流函数的綫性問題的解。

第六章介紹整个三度空間中运动准无輻散性的概念,并給出求对应的綫性化方程介答的方法;特別叙述了海平面上压力場預报的操作模式。

如果說第五,六兩章所討論的是綫性化問題,那么,第七章以及以下各章所討論的就是一般的非綫性問題。

第七章导出大气准地轉模式的基本預报方程,并解决确定位势高度对時間的第一次导数的問題,以及通过位势高度对坐标的导数来确定一系列其他函数的問題。本章所得出的結果在書中还将多次利用到。

第八章的篇幅最大,它闡述了解决平均層上非綫性預报問題的近代方法;同时討論了苏联和外国学者制訂的用快速电子計算机求解的方法。

第九章介紹利用电子計算机解决非綫性三度空間問題的近代方法。这里提到三部分工作:第一部分以利用影响函数为基础,第二部分以預报方程的数值解为基础,第三部分以利用大气准多元性的情况为基础。

第十章对准地轉近似作了一些推广。这里討論了鋒区和鋒的情形,以及大气平均層模式中运动的无輻散性。

第十一章指出預报时如何考虑山脉的影响和地面摩擦的影响。

第十二章討論热力变性和蒸發的問題;同时提出地球边界層和平流層的預报方法。

在結論中还提出了最近即将展开研究的一些动力气象学問題。

我在本書中导出公式时都力求詳尽,在說明問題时都尽量引用具体的預报例子。

И. А. 基别尔

引 言

短期天气預报应用流体力学的历史可分为三个时期。

第一时期在30年代末40年代初結束。在这个时期內,仅仅是流体动力学和热力学所得到的一些个别的定律,即个别的动力气象学定律才在天气預报中得到了直接的应用。在这一时期內,在 A. A. Фридман, Н. Е. Кочин, Л. В. Келлер, Е. Н. Блинова, С. И. Троицкий, А. А. Дородницын, V. Bjerknes, J. Bjerknes, N. Shaw, F. Exner, C. Rossby, H. Ertel, H. Philipps 以及其他一些学者的著作中,都得出了从动力气象学观点来看是非常重要的結果。例如,确定了風向随高度的轉变(热成風);以及引导气流的存在;研究了产生于靜止大气中的長波以及緯圈环流的扰动;探討了綫性和非綫性的鋒面振动;引入了温度平流的概念并研究了它对气压变化的影响;清楚地了解了研究行星尺度运动的渦度,特别是渦度的輸送;出現了关于流体力学气候理論的著作。上述一切;以及这一时期內气象学者所研究的其他問題,为解决动力气象学的一个最主要問題——气象要素預报,然后是流体力学方法的天气預报——准备了条件。

天气預报从头到尾应用流体力学方法的問題早在这第一时期即已提出。在 L. Richardson 的書^{*)}里曾为天气預报提出了解流体力学和热力学閉合方程組的具体方法(实际上这是 Euler 的方法)。L. Richardson 的意圖是要把形式極其一般的流体力学方程直接加以积分。

L. Richardson 的这个意圖沒有成功,長期以来,这是由于两种情况所致,即当时(20年代初)沒有必要的高空測站網,同时計算工具也不够。現在我們知道,即使有了現代的高空測站網和現

^{*)} L. Richardson, Weather prediction by numerical process. Cambridge, 1922.

代計算工具, L. Richardson 所提出的方法也是无效的(如果就天气預报而言), 而从数学观点来看, 他所選擇的可以代替微分的时间和坐标的步度之比太大。这是由于, L. Richardson 的方法不能从發生在可变連續介質、可壓縮流体大气中的过程分出形成天气的那些重要过程。从流体热力学方程組也可得出重力波、慣性重力波、甚至声波的解, 但这些解与天气預报几乎或根本沒有任何关系。这些从天气預报的观点来看是“寄生”的解應該被分出去, 并加以擯弃(用某些近代学者的術語來說, 就是“滤掉气象杂音”)。只是在必須分出上述解的这一原則最終得到明确时, 研究用流体动力学方法預报气象要素的問題才有了可能。

这方面所作的工作可列入流体动力学預报方法發展的第二时期, 这个时期的开始是在 30 年代末 40 年代初。这个时期的特点是寻找适用于天气預报的流体动力学方程解答的所謂“工作模式”。

在許多国家里都几乎同时出現了討論以流体热力学方程为基础来建立預报关系式的重要著作。解决預报問題的关键是把运动方程中以高阶時間导数出現的各未知函数按小参数冪展为級数。其次, 由于分出了边界層, 所以能够把問題归結为討論理想流体的絕热运动。在这些問題的解中, 热通量方程和渦度傳遞方程起过主要作用。研究者们特別注意对流層的平均層(用外国学者的術語來說, 就是“正压模式”)。要解决这一問題極其簡單。利用 Фридман 的渦度傳遞方程就特別有效。例如, Е. Н. Блинова(1943) 将上述方程对緯圈环流加以綫性化, 从而提出大气平均層預报的有效方法。在解决平均層的非綫性問題方面, Н. И. Булеев(1951), R. Fjörtoft(1952) 以及后来其他一些学者都提出过近似的圖解方法。在很短的时期內, 对于三度空間問題(大气“斜压模式”)也作出了預报方程, 选出了边界条件, 并弄清了只用位势高度来作为整个空間的初始資料是可能的。这些工作在 Н. И. Булеев 和 Г. И. Марчук, А. М. Обухов 和 А. С. Чаплыгина, М. И. Юдин, J. Charney, A. Eliassen, J. von Neumann, B. Bolin, R. Sutcliffe,

F. Bushby, J. Sawyer 以及其他一些學者的著作中都有介紹。

但是,由于預報方程非常複雜(三級偏微商的非綫性方程),所以在解時不能採取一般的方法。由于這個緣故,出現了一些近似的預報方法,這些方法不是利用圖解法來解方程,就是只用“一個時間步度”來解方程。不久以後,就發現了為建立圖表法和類似方法(用手進行計算的方法)創造可能性而作的那些簡化非常過分,因而經常歪曲了現象的物理本質。因此,盡管理論在不斷繼續發展,但理論在實踐中的應用卻前進很慢;進行精確的計算需要大量的計算人員,因而不可能實現。

這種情況一直繼續到 50 年代初,這時出現了快速電子計算機。利用這種機器來作預報,這是流體力學應用於氣象學的历史中第三時期的開始,在這一時期內,天氣預報經歷了一次真正的轉變。

利用電子計算機所作的開始幾次預報是對流層的平均層高度的預報。這些預報在美國是用 ENIAC 計算機作的,在瑞典是用 BESK 計算機作的,在蘇聯是用 БЭСМ 計算機作的。

作大氣不同層次預報的計算機在美國有 IBM 701, 在蘇聯有“箭牌”(Стрела) 和 БЭСМ, 在英國有 MARK II。用流體力學方法來進行預報氣象要素並逐步擴大預報範圍,這種可能性已變成現實;因為已經建立了專門的預報計算中心。分析高空圖與天氣圖同樣也可以用計算機。目前大量的新科學家,主要是青年人,都投入了這個工作。

到目前為止,所作的工作我們可以稱為天氣預報流體力學方法的序幕。在動力氣象學才開始研究降水與雲量預報的定量理論,關於局地特點(地形)對天氣的影響研究得還很少,而對基本流體力學要素預報的一般理論也還遠遠沒有完全研究成功。

但是有許多結果我們現在就可以認為是完善的,而把這些結果用一本專書加以闡述,這對於願意參加建立流體力學天氣預報方法的人們是有幫助的。

目 录

序 言	i
引 言	v
第一章 大气边界層	1
§ 1.1 流体力学和热力学方程	1
§ 1.2 准靜力关系式	5
§ 1.3 运动方程中耗散力的概念	8
§ 1.4 热傳导和輻射的热通量概念, 热力边界層	10
§ 1.5 凝結热通量, 湿度的輸送	29
第二章 自由大气的流体力学和热力学方程	32
§ 2.1 变换到直交直綫坐标系	32
§ 2.2 用变数 x_p, y_p, p, t_p (θ_p, ψ_p, p, t_p) 写出的流体力学和热力学方程	39
§ 2.3 $x_\theta, y_\theta, t_\theta, \theta$ 系統里的方程式和 $x, y, \tilde{p}, t$ 系統里的方程式	43
第三章 气象要素的量級	50
§ 3.1 气象要素的特征值, 利用傾向方程作預告的不可能性	50
§ 3.2 垂直气流, 边界条件	59
§ 3.3 預报关系式	63
第四章 預报一般問題的提法, 运动向地轉运动的調整	67
§ 4.1 起始条件, 边界条件, τ 和 T 的消去	67
§ 4.2 运动向地轉运动的調整	72
第五章 平均層上的預报, 綫性問題	93
§ 5.1 “平均層”模式, 平均層上的演变	93
§ 5.2 E. H. Блинова 方法, 平均層上渦度輸送方程的綫性化	98
§ 5.3 平均層局地問題的綫性化	110
§ 5.4 不同緯度并置的方法, 考虑非綫性項訂正的精确化	125
第六章 空間綫性化的預报問題	133
§ 6.1 整个空間的准无輻散性, 方程式的綫性化	133
§ 6.2 綫性問題中的准地轉近似, Г. И. Марчук 轉換, 准多元性質	136
§ 6.3 考虑了垂直速度及層結	142
§ 6.4 頻率 σ 的近似求法, С. Р. Немтинов 的結果	146
§ 6.5 在普遍情況下求 σ , 不稳定性	152
第七章 基本預报方程, 气象要素对時間导数及垂直速度的 格林函数	156

§ 7.1 按最简单的小参数展开	156
§ 7.2 求 $\frac{\partial H}{\partial t}$, 格林函数, Н. И. Булеев 和 Г. И. Марчук 的结果	160
§ 7.3 τ 的表示式及垂直速度	174
§ 7.4 $\frac{\partial T}{\partial t}, \frac{\partial u}{\partial t}, \frac{\partial v}{\partial t}$ 和 D 的 Green 函数	182
第八章 平均层上非线性预告问题, 利用快速电子计算机的	
预告	187
§ 8.1 绝对形势场的预告问题, 业务上的预告方法	187
§ 8.2 平均层预告, Н. И. Булеев, R. Fjörtoft 等人的图解法	190
§ 8.3 考虑平均层上的频散, 用手算的分段“步度”预告	197
§ 8.4 用电子计算机在平均层上做预报, J. Charney 和 A. Eliassen 的方案	204
§ 8.5 在电子计算机上用影响函数做预报, С. Л. Белоусов 的方案	224
§ 8.6 整个半球的预报, Е. Н. Блинова 的方法, J. Blackburn 和 L. Gates 的方案	230
第九章 空间非线性预告问题, 用电子计算机求解	235
§ 9.1 在不同高度上的预报, С. А. Машкович 方案和 С. Л. Белоусов 方案	235
§ 9.2 J. Charney 的各层预报及预报方程的数值解	250
§ 9.3 流体力学微分方程的多元及准多元模式, И. А. Кибель, Н. И. Булеев 等人最初的工作	257
§ 9.4 按照 F. Bushby 和 J. Sawyer, P. Thompson, L. Gates, G. Arna-son 等人的方法建立的模式	266
第十章 锋区和锋面, 无辐散运动	287
§ 10.1 按小参数展开的改进	287
§ 10.2 方程 (10.20), (10.21) 的近似分析, $\frac{\partial H}{\partial t}$ 的确定	291
§ 10.3 解的分析, 随高度的“切变”	294
§ 10.4 锋面存在情形, В. П. Садоков 的结果	300
§ 10.5 平均层上运动的准无辐散性, В. Bolin 的结果	305
第十一章 地形和摩擦的影响	310
§ 11.1 山脉对中层气压(地球位势)变化的影响, В. В. Быков 的结果	310
§ 11.2 在不同高度上考虑到山脉影响, Ш. А. Мусаелин 与 В. П. Садоков 的工作	316
§ 11.3 地面摩擦对自由大气气象要素变化的影响	321
第十二章 加热变性, 平流层里的预报	329
§ 12.1 近地面层里的温度变性, 湍流热传导的考虑	329
§ 12.2 湿度的预报, 蒸发的考虑	346
§ 12.3 考虑辐射热流量, 平流层里的预报	351
結語	358

第一章

大气边界层

§ 1.1. 流体力学和热力学的方程

天气预报是与气象要素的预报密切相联系的。温度、風、湿度、云的特性和高度、降水性質和降水量、能見度——这些就是主要的气象因素，把它們预报出来，就叫做天气预报。这一方面，还应加入气压和垂直气流的预报，这些要素虽未列在正式發布的天气预报文告中，但是对预报有重大的意义：因为气压場常常直接决定天气的特性，而垂直气流又紧密地与降水有关。

本書所研究的是关于应用动力气象学的方法編制各气象要素短期的定量预报問題。为了討論气象过程，我們將广泛地应用可压缩流体的运动学方程，而大气就是这种流体。这些方程是根据下述三个定律而制定的：动量增加定律、質量守恒定律和热力学第一定律。从第一个定律推导出与三个坐标軸分别相应的三个运动方程；第二个定律推导出連續方程；而第三个定律得出热通量方程。

我們总是应用与轉动的地球相联系的坐标系，因而在本質上，我們把空气运动速度取成相对于跟着地球一起轉动的观测者的“相对”速度。于是，运动方程可以写成下式：

$$\frac{d\mathbf{V}}{dt} = -\frac{1}{\rho} \text{grad } p - 2\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{V} + \mathbf{F} + \mathbf{D}. \quad (1.1)$$

上式中 $\mathbf{V}$ 是速度向量， t 是時間， $\frac{d}{dt}$ 是時間个别导数的符号， p 是气压， ρ 是密度， $\boldsymbol{\omega}$ 是地轉角速度的向量， $\mathbf{F}$ 是外力的向量，而 $\mathbf{D}$ 是耗散力的向量。

在外力方面，我們总是認為只有重力一項：

$$\mathbf{F} = -\text{grad } U, \quad (1.2)$$

这里 U 是重力的位势。耗散力主要与湍流有关。关于这种力，我們以后会詳細的講。

連續方程呈下列形式：

$$\frac{d\rho}{dt} + \rho \operatorname{div} \mathbf{V} = 0. \quad (1.3)$$

热通量方程可以写成：

$$\rho \frac{ds}{dt} = \frac{1}{T} \mathcal{E}. \quad (1.4)$$

上式中 s 是質点的熵， T 是温度， $\mathcal{E}$ 是外来热量流入强度的密度（即在單位時間內流入單位体积的能量）。

大气可以認為是理想气体。因此，熵可用下式来表示：

$$s = c_v \ln \frac{p}{\rho^\alpha} + \text{常数} = c_p \ln \frac{p^\frac{1}{\alpha}}{\rho} + \text{常数}, \quad (1.5)$$

式中 $\alpha = \frac{c_p}{c_v}$ ， c_p 是空气的定压比热，而 c_v 是空气的定容比热。

温度通过 Claperon 方程（即状态方程）与 p 和 ρ 联系在一起：

$$p = R \rho T, \quad (1.6)$$

式中 R 为气体常数。

热通量 $\mathcal{E}$ 的概念比較复杂一些。在大气中，基本上可以存在三种形式的热通量。第一种，我們叫做輻射热通量，用 $\mathcal{E}_1$ 来表示。空气的每一个質点輻射并且吸收不同波段的長波輻射。空气質点也吸收从太阳直接射来的和散射而来的短波輻射。在 $\mathcal{E}_1$ 中須要考虑到每一个質点的輻射的收支情况。

热通量的第二种形式我們叫做湍流热傳导 $\mathcal{E}_2$ 。这个量在方程 (1.4) 中的情形和耗散力在方程 (1.1) 中的情形相像。

最后，热通量的第三种形式就是凝結、融解或昇华等潜热的效应，它用 $\mathcal{E}_3$ 来表示。

热通量的前两种形式随时随地都存在着，而第三种形式当然只是局地产生的，而且只是在能使大气中的水分从一种聚集态轉变为另一种聚集态的条件下才存在。

这里所说的运动方程特别是热通量方程都是属于大气下部的。正是这个垂直厚度量级为 15—25 公里的大气下層要在短期天气预报中加以考虑。我们不讨论发生在平流層上部乃至游离層中的各种过程,假使我们想要研究这些層次,我們最好討論一下能量流入的新形式以及其它問題。

在预报中考虑空气湿度是有重大作用的。比湿 q 可以满足湿度傳遞方程:

$$\frac{dq}{dt} = Q, \quad (1.7)$$

式中 Q 表示水分的湍流扩散和由于降水所造成的水分减少。

現在来談一下各方程的書写問題。方程(1.1)和(1.3)是写成向量形式的。最自然的坐标系是以地球的極为極点的球面坐标系。在这种坐标系中,向量方程(1.1)可以写成下列形式:

$$\begin{aligned} \frac{\partial v_r}{\partial t} + v_r \frac{\partial v_r}{\partial r} + \frac{v_\theta}{r} \frac{\partial v_r}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{r \sin \theta} \frac{\partial v_r}{\partial \psi} - \frac{v_\theta^2 + v_\psi^2}{r} &= \\ = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial r} + F_r + D_r - 2\omega \sin \theta v_\psi, \\ \frac{\partial v_\theta}{\partial t} + \frac{v_r}{r} \frac{\partial r v_\theta}{\partial r} + \frac{v_\theta}{r} \frac{\partial v_\theta}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{r \sin \theta} \frac{\partial v_\theta}{\partial \psi} - \frac{v_\psi^2 \operatorname{ctg} \theta}{r} &= \\ = -\frac{1}{\rho r} \frac{\partial p}{\partial \theta} + F_\theta + D_\theta + 2\omega \cos \theta v_\psi, \\ \frac{\partial v_\psi}{\partial t} + \frac{v_r}{r} \frac{\partial r v_\psi}{\partial r} + \frac{v_\theta}{r} \frac{\partial v_\psi}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{r \sin \theta} \frac{\partial v_\psi}{\partial \psi} + \frac{v_\theta v_\psi \operatorname{ctg} \theta}{r} &= \\ = -\frac{1}{r \rho \sin \theta} \frac{\partial p}{\partial \psi} + F_\psi + D_\psi - 2\omega \cos \theta v_\theta + 2\omega \sin \theta v_r. \end{aligned}$$

这里 r 是离开地心的距离, ψ 是当地經度, 向东的是正值, θ 为緯度 φ 的余角, 即 $\theta = \frac{\pi}{2} - \varphi$, v_θ 是沿經綫的分速 (向南为正), v_ψ 是沿緯圈的分速 (向东为正), $F_r, D_r, F_\theta, D_\theta, F_\psi, D_\psi$ 各是外力向量和耗散力向量的投影, $\omega = 7.29 \times 10^{-5} \text{1/秒}$ 是地轉角速度的值。

在球面坐标系中,連續方程(1.3)是:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + v_r \frac{\partial \rho}{\partial r} + \frac{v_\theta}{r} \frac{\partial \rho}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{r \sin \theta} \frac{\partial \rho}{\partial \psi} + \rho \left(\frac{1}{r^2} \frac{\partial r^2 v_r}{\partial r} + \frac{1}{r} \frac{\partial v_\theta}{\partial \theta} + \frac{v_\theta \operatorname{ctg} \theta}{r} + \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial v_\psi}{\partial \psi} \right) = 0.$$

在热通量方程和水分输送方程中,对时间的个别导数的符号可用下式来表示:

$$\frac{d}{dt} = \frac{\partial}{\partial t} + v_r \frac{\partial}{\partial r} + \frac{v_\theta}{r} \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{r \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \psi}.$$

通常我們引用离地面高度 z 代替 r 作为变数:

$$z = r - a_0,$$

这里 a_0 是地球半径. 这时,显然 $\frac{\partial}{\partial r} = \frac{\partial}{\partial z}$, $v_r = v_z$. 因为对我们有兴趣的只是对地球半径来讲很薄的一层,那末 a_0 可以代替 r (在作为系数出现时),并且认为:

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} \frac{\partial r v_\theta}{\partial r} &\approx \frac{\partial v_\theta}{\partial z}, \\ \frac{1}{r} \frac{\partial r v_\psi}{\partial r} &\approx \frac{\partial v_\psi}{\partial z}, \\ \frac{1}{r^2} \frac{\partial r^2 v_r}{\partial r} &\approx \frac{\partial v_z}{\partial z}. \end{aligned}$$

于是运动方程采取下列形式:

$$\begin{aligned} \frac{\partial v_z}{\partial t} + v_z \frac{\partial v_z}{\partial z} + \frac{v_\theta}{a_0} \frac{\partial v_z}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial v_z}{\partial \psi} - \frac{v_\theta^2 + v_\psi^2}{a_0} = \\ = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z} + F_z + D_z - 2\omega \sin \theta v_\psi, \end{aligned} \quad (1.8)$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial v_\theta}{\partial t} + v_z \frac{\partial v_\theta}{\partial z} + \frac{v_\theta}{a_0} \frac{\partial v_\theta}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial v_\theta}{\partial \psi} - \frac{v_\theta^2 \operatorname{ctg} \theta}{a_0} = \\ = -\frac{1}{\rho a_0} \frac{\partial p}{\partial \theta} + F_\theta + D_\theta + 2\omega \cos \theta v_\psi, \end{aligned} \quad (1.9)$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial v_\psi}{\partial t} + v_z \frac{\partial v_\psi}{\partial z} + \frac{v_\theta}{a_0} \frac{\partial v_\psi}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial v_\psi}{\partial \psi} + \frac{v_\theta v_\psi \operatorname{ctg} \theta}{a_0} = \\ = -\frac{1}{\rho a_0 \sin \theta} \frac{\partial p}{\partial \psi} + F_\psi + D_\psi + \\ + 2\omega \sin \theta v_z - 2\omega \cos \theta v_\theta. \end{aligned} \quad (1.10)$$

而連續方程可写成：

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + v_z \frac{\partial \rho}{\partial z} + \frac{v_\theta}{a_0} \frac{\partial \rho}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial \rho}{\partial \psi} + \rho \left(\frac{\partial v_z}{\partial z} + \frac{1}{a} \frac{\partial v_\theta}{\partial \theta} + \frac{1}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial v_\psi}{\partial \psi} + \frac{v_\theta \operatorname{ctg} \theta}{a_0} \right) = 0. \quad (1.11)$$

这时,应用于标量的符号 $\frac{d}{dt}$ 則呈下式:

$$\frac{d}{dt} = \frac{\partial}{\partial t} + v_z \frac{\partial}{\partial z} + \frac{v_\theta}{a_0} \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \psi}. \quad (1.12)$$

假使 $\mathcal{E}$, D , Q 用我們的基本函数 v_θ , v_ψ , v_z , ρ , T , P , q 表示成已知的形式;那末(1.4), (1.6) — (1.11) 这七个方程的方程組正好包含了同样数量的未知函数。至于 $\mathcal{E}$, D 和 Q 如何用上述函数表示出来,我們将在下面講到。但是我們必須先弄清楚大範圍內或者严格地說,与短期天气预报問題相应的範圍內,气象过程的一个重要特性。現在就来談談所謂“准靜力”現象。

§ 1.2. 准靜力关系式

天气形成过程最主要的大气运动常常集中在厚度約为 15—25 公里的这一層內。而大气过程的水平范围却可有極大的不同;水平范围的大小則从几百或几千公尺(如海陆風型的局地風,流过孤立山岭等过程)起到几百甚至几千公里(气旋、反气旋、季風环流等)。气象业务实践指出,能够形成广大空間天气的运动是在数量級 1000 公里的区域里进行的。甚至就是取 200 公里的尺度作为現象的水平尺度,那末我們感兴趣的現象的水平范围至少要比它的垂直尺度大十倍。而在这种情况下,在預告天气时,可以采用在流体力学所广泛流行的長波法。这种方法是用于重力作用下所形成的波。我們这里是在垂直軸的运动方程中,把垂直加速度的各項略去,因为这些項都比重力加速度要小。Н. Е. Кочин¹⁾曾詳細的論証了長波法在动力气象学許多問題上的应用。这一問題大体

1) 例如可參閱 Н. Е. Кочин 和 Б. И. Извеков (主編): 动力气象学, 第二部分, 水文气象出版社, 1937.

上描述如下。

从連續方程(1.11)出發,可以得出这样的結論:如果特征垂直尺度 H 比特征水平尺度 L 小多少倍,則特征垂直速度——我們称它为 w ——也就至少比特征水平速度——我們称它为 u ——小这么多倍:

$$\frac{w}{u} \approx \frac{H}{L}$$

(L 自然必須理解为沿緯圈或沿經圈的距离)。

还要指明,比值 $\frac{w}{u}$ 的大小已估計得太高,这在下面的一章內就可証明。事实上,这个估計值是根据 $\frac{\partial v_z}{\partial z}$ 項个别地与 $\frac{1}{a_0 \sin \theta} \times \frac{\partial v_\theta \cos \theta}{\partial \theta}$ 或 $\frac{1}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial v_\psi}{\partial \psi}$ 型的各項比較而得出的;而这两項的总和在很大的程度上是互相抵消的。

现在来写出 z 軸的运动方程,即方程(1.8),其中 F_z 用 $-g$ 来代替,此处的 g 是重力加速度:

$$\begin{aligned} \frac{\partial v_z}{\partial t} + v_z \frac{\partial v_z}{\partial z} + \frac{v_\theta}{a_0} \frac{\partial v_z}{\partial \theta} + \frac{v_\psi}{a_0 \sin \theta} \frac{\partial v_z}{\partial \psi} - \frac{v_\theta^2 + v_\psi^2}{a_0} = \\ = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z} - g + D_z - 2\omega \sin \theta v_\psi. \end{aligned} \quad (1.13)$$

取 t_1 作为特征時間:

$$t = \frac{L}{u},$$

或者,同样地,

$$t_1 = \frac{H}{w}.$$

这就是說,我們認為現象傳播的速度与空气运动速度具有同样的大小,这也就是說,我們把傳播速度大大超过質点移动速度的过程,如在声学中所發生的現象,不予考虑。于是很容易証明,在方程(1.13)左边前四項的每一項都有同样小的数量級:

$$\frac{u^2 H}{L^2}.$$

左边第五項的数量級是:

$$\frac{u^2}{a_0}.$$

右边各項則有不同的數量級。在形式上 D_z 項與左邊各項相近，因為它表明垂直方向的不規則對流效應。含有 ω 的項的數量級是 ωu 。重力加速度的數值，在低於 20 公里內可以認為是一個常數，它的數量級是： $g \approx 10$ 米/秒²。假使採取 u 的特徵值： $u \approx 10$ 米/秒，那末 ωu 值將為：

$$\omega u \approx 10^{-3} \text{ 米/秒}^2,$$

這就是說， ωu 比 g 小 10^4 倍。假若進一步取 $\frac{H}{L} = \frac{1}{10}$ ，而 H 取成幾公里，那末 $\frac{u^2 H}{L^2}$ 項至少比 g 小 10^3 倍。最後，假使考慮到 $a_0 = 6.37 \times 10^6$ 米，那末 $\frac{u^2}{a_0}$ 的數量級是：

$$\frac{u^2}{a_0} \approx 10^{-5} \text{ 米/秒}^2,$$

這就是說，它比 g 小 10^6 倍。

這樣一來，方程 (1.13) 總是可以由下列簡單的关系式來代替，並具有充分的準確性：

$$0 = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z} - g. \quad (1.14)$$

假使 $V=0$ ，即在靜止的情形下，方程 (1.13) 就可準確地化為方程 (1.14)。對我們有興趣的尺度的任何大氣運動，我們可以看到都能以較高的準確度來滿足方程 (1.14)。方程 (1.14) 叫做“准靜力关系式”。須要指明，假使垂直尺度和水平尺度有同樣的數量級時，准靜力关系式，甚至是近似地，也不能滿足。因為假如 $\frac{H}{L} = 1$ 而 $H=10$ 米，那末在 $u=10$ 米/秒時，

$$\frac{u^2 H}{L^2} = 10 \text{ 米/秒}^2,$$

也就是它和 g 有着同樣的數量級。

局地天氣的某些問題只有用完全的方程 (1.13) 才能作詳細的研究。屬於這方面的，譬如說有在山嶺背風坡形成的駐波、以及許