漫談大氣物理學的新進展

朱崗崑

(中國科學院地球物理研究所)

(一)火箭探測高空 尋常大氣球所能抵達的高度,不過 35 公里左右,但利用火箭 (The V-2 Rocket)發掘高空秘密,現已達及 150 公里,來日自更可向上發展。 按火箭攜帶儀器上昇,可研探高空氣壓、氣溫、太陽光譜、宇宙線及遊離層諸問題。 據H. E. Newell 氏 (1948)發表,在新墨西哥 (New Mexico)白沙場 (White Sands)放測結果:氣壓在 25 公里處為 20±3 mm. Hg,至 52 公里為 0.50±0.05 mm., 而在 120 公里左右,僅為 3.5×10⁻⁵ (±1×10⁻⁵) mm.;溫度在 20 公里處約為 215°K,至 50 公里昇至 320°K,至 70 公里復降至 180°K,再上,便又逐漸上昇。 太陽輻射抵達地面,因受高空臭氧層等吸收作用,太陽紫外短波部分僅限於 2900A 左右,但利用火箭 攜帶光譜儀在極高高空攝影,現已展及 2100 A,將來改進,尚可望研討太陽光譜之極紫外部份,即 500 – 2000 A 是。、關於臭氧層之分佈,除在 25km處一最高點外,在 17km處似尚有一次高點,而在 48 km 以上,則無臭氧踪跡云。

(二)有關人工造雨 空中水份的凝結及降水過程,自T. Bergeron (1933)及W. Findeisen (1938-39)二氏先後提出"冰粒效應 (The ice-crystal effect)"的意見後,近年來各國學者更進行研究,頗著成績。 英國牛津大學由 G. M. B. Dobnsn 教授領導,施作 Wilson Chamber 實驗,藉以測定各項凝結開始時的溫度,及與各種不同凝結核的關係。 例如B. M. Cwilong (1947)的結果:純淨空氣在-41.2°c 時除有水滴濃霧外,始獲見冰粒的形成,但戶外空氣因多少含有凝結核,故此項臨界溫度,提高至-32°c 左右。 美國 V. J. Schaefe I. Langmuir 及B. Vonnegut 諸氏的研究,也證實這種試驗,並指出在過冷却的濕空氣中,如加以少許粉狀的固體二氧化炭,則可促成多量冰粒凝結;若此"刺激劑"改以 AgI 代之,則效應更為顯著。 在實用方面,澳、加、美等國亦均熱心試驗,即派遣飛機飛行於雲層 (尤以積雲及積雨雲)附近,散佈粉狀乾冰即固體 CO₂,藉以刺激過冷雲層析出冰粒,造成局部的降水。 據澳州 E. B. Kraus 及 P. Squires 二氏的報告於(1947) 在八次試驗中,已有六次獲有成效。 其次,

^{*} 中國科學院地球物理研究所論著 211 號

4

Ĭ

在熱帶地方,雲層雖未至結冰高度,亦可有大量降水發生。 此因雲層內水滴大小不同,各有不同的下降速率,大雲滴速快體大,往往兼併較小雲粒。 I. Langmuir 氏 (1948) 曾計算在不同情况下,大雲滴衝擊較小雲滴的兼併效率 (Collection efficiency)。 麻省理工 H. G. Houghton 氏 (1950) 最近比較二種降水機構,即"冰粉效應"和"衝併步驟 The gravitational accretion Process",指出雲粒的增長過程,一般雖以"冰粒效應"為快為要,然當雲滴增大至一定體積後,"衝倂步驟"即可反較"冰粒效應"為速。

(三)雷達和氣象學:雷達在上次世界大戰發明後,不獨可以應用於各種氣象觀測,例如測風,雷雨,颱風和其他雲雨現象,而且其本身的效用,亦與低層各種氣象要素的分佈完切相關。 近年來,特別是在英國,對於所謂"無線電氣象學 Radio meteorology"研究,頗不遺餘力,其具體表現,例如英國皇家氣象學會曾與物理學會聯合舉行會議,出版專書 (1947)。 據 H. G. Booker 氏 (1948) 的報告:在近地面 15 至 150 公尺內,如溫度逆溫大至 10°c/100m.,或水汽壓的垂直坡度大至 2.6 mb./100m.,或較弱的逆溫和較小的水汽壓坡度相結合時,則微波無線電傳播可有超屈折(Superrefraction)現象發生;其時雷達在這個"Radio Duct"層內,可測距離增大,所用波長愈短,其效亦愈顯明。 此外:無線電氣象學中另一課題,為研究空中懸浮物,例如雲、水滴及冰粒等對於微波無線電的吸收知擴散(Absorption and Scattering)作用,據實驗室和理論計算的結果,可知在一定範圍波長和懸浮物的條件下,微波無線電能量的減弱與擴散,均隨所用波長減短而增加;相反,若量測雷達的囘波强(Echo intensity),並利用現所知實驗和理論的結果,自亦不難推究空中各種懸浮物的特徵。

(四)自然蒸發:這個問題,因關係農林水利,在理論方面,又和大氣擾動密切聯系,故各國學者研究頗衆。 蘇聯 M. N. Bodeko 氏會著"自然蒸發"一書,1948 年在 列寧格勒出版。 英國 H. L. Penman 氏亦有綜合討論之作,發表於英國物理學會出版的"物理學進展報告"。 研究這個問題,在理論方面,或從空氣動力學看手,或從熱量平衡出發,其著者例如 O. G. Sutton, H. V. Sverdrup, K. L. Calder, F. Pasquill等人。 在量測和計算方面,美國 C. W. Thornthwaite 和 B. Holzman 二氏 (1942)就空氣動力學觀點尋出計算蒸發量的公式,若已知二高度的風速和比較濕度,即可進行計算。 在美國, H. L. Penman 氏 (1948) 聯系擾動傳輸和能量平衡所得的結果,亦發表一質用計算公式,藉測站的氣溫,日照、水汽壓力及風速的紀錄,便能從事自然蒸發量的估計。 但F. Pasquill 氏近年來的研究 (1949-50) 會討論在不同情况下,水汽、熱量和動量傳輸擴散係數間的關係,一方面指出桑郝二氏的公式,僅適用於絕熱大氣、情况,並估計該式應用於非絕熱情況時所生的誤差;另一方面又批評彭氏的論點,並指出由彭氏公式所得的蒸發量,往往失之過高云。

(五)大氣臭氧及其相反關問題 第二次世界大戰前,國際氣象協會 (Assoication of Meteorology, I.U.G.G.) 曾擬在世界各地設立十九個臭氧觀測站,但未久大 戰爆發,該項計劃僅在西歐方面勉强實現(例如美國設有四站,同時觀測,爲期二年)。 據 G. M. B. Dobson 氏較近的報告 (1947), 大氣臭氧含量與界面移行有密切關係: 冷鋒過後, O3 量增多, 暖鋒未來之前, 即可有 O3 量降抵的預兆, 錮面附近 O3 量的增多 或減少,視錮面的高度和性質而定。 又電雨時 O3 含量增加頗速 (一次由 0.27 cm 增 至 0.48 cm, 雷兩過後,復降至原值),但這不由於平流層中 Oz 的增加,實由於雷雨雲 中有大量 O3 的生成。 第二次大戰期間, G. M. B. Dobson 與 A. W. Brewer 又設 計成功能在極低溫度下準確測定的霜點濕度計 (The Dobson - Brewer Frost-Point Hygromster),由飛機在平流層底部量測的結果,發現該高度濕度低至2-3%,殊出前 人想像所及。 在以上已引及的同一文中,Dopson 氏又討論大氣的熱力平衡,修正和 補充 G. C. Simpson 氏着名的圖解,並證實 Lindemann 氏令致稱(Lord Cherwell). 的建議,即在平流層輻射平衡中,水汽,二氧化炭和臭氧約各佔同等重要位置,實際的平 衡溫度,則須視這三氣體的相對濃度 (Relative Concentrations) 所决定。 M. Goody 氏 (1949) 應用類似 Emben 的理解和方法, 討論平流層底部的熱力平衡和 溫度變化,其結果甚符合 Dobson 氏所得的結論。 E. H. Gowan 氏過去計算高空臭 氧層在輻射平衡下的溫度,假定 O; 含量在 45km 高度為最多,具後 O; 觀測記錄增多, 該高度應在 22km 左右,Gowan 氏卽據此重行計算,其修正結果發表於 1947 年。 在測量 O3 的技術方面,近年來亦有改進。 J. Strong 氏 (1941) 曾建議測定 O3 高度 的新法,藉補尋所謂 Gotz Inversion 法的不足。 Strong 法係同時量測值接日光紫 外部份和紅外線 9.7μ 處的吸收,由前者計算大氣中臭氧的含量,由後者藉 ¹√p 關係式 推求平均的高度。 在牛津, Dobson 氏不斷改進其臭氧儀, 由於光電管多級放大的應 用,已使該儀的靈敏度增大 20 至 50 倍,非特能在有雲天氣使用,卽在月夜,如月亮接近 天頂,亦能施行 O3 的量測。

(六)談談能見度 能見度為航行安全的重要因素,但其物理的考查和測量的方法,迄今尚未趨完善的階段。 H.koschmieder 氏 (1924) 殆為最先研究這個問題具有成績者,渠曾利用擴散係數 (Scattering Coefficient),導出白天與晚間能見度的公式。W. E. K. Middleton 氏 在 1935 年出版氣象學中的能見度書中搜羅文獻不少。 近年來,由於空航發達,研究各種能見度的需要更强迫切。 舉例來說,英國 W. R. G. Atkins 氏現努力實驗,設計適當的儀器,藉能精確量測斜能見度 (Slant visibility),及夜間能見度。 H. J. Aufm Kompe 氏過去在德國研研雲層中的能見度和水份含量,最近在美發表論文 (1950),其內容約有以下諸要點:一:依據在華盛頓山 (Mt. Was-

hington)所作實驗的記錄,已證實 Koschmieder 能見度公式大致正確無誤。 二:飛機在雲層中實驗飛行,利用附諸機翼的探照光,及由光電流表量測擴散係數,依據 Koschmieder 公式可求得雲層中的能見度值。 三:大積雲中的能見度,僅約為10至20公尺,時天積雲40公尺,層積雲100公尺,層雲140公尺,高層雲150公尺左右。 四:雲滴大小,用飛機可藉 V. Hagemonn 氏及 M. Diem 氏的微照相法量測,時天積雲及層積雲的雲粒半徑,約為4中,層雲狀雲約為7中,至大積雲,增大至10中,左右。 五:已知雲層中的能見度,和雲滴的半徑,藉 Trabert 氏(1901)著名的公式,可計算雲層中的水份含量,平均大積雲約為每立方公尺2.5克,時天積雲0.5,層雲,層積雲及高層雲,均約在0.2克左右。

参 考 文 獻

- (1) Bergeron, T., 1933. Proces-Verb. Assoc. Met. U. G. G. I., Part 2, 156
- (2) МИБУДЬНО (Bodeko) 1948. 221 p. p.
- (3) Booker, H. G., 1948, Q. J. 74, 277.
- (4) Cwilong, B.M., 1947. Proc. Roy. Soc. A, 190, 137.
- (5) Dobson, G. M. B., with A. W. Brewer & B. M. Cwilong, 1946. Proc. Roy. Soc. 185, p. 144.
- (6), Findeisen, W., 1938. M. Z. 55, 121.
- (7) Findeisen, W., 1939. M. Z. 56, 453.
- (8) Goody, R. M., 1939. Proc. Roy. Soc. A, 197, p. 487.
- (9) Gowan, E. H., 1947. Proc. Roy. Soc. A, 190, p. 219.
- (10) Houghton, H. G., 1950. J. Meteor. 7, 363.
- (11) H. J. Aufm. Kampe, H. J., 1950. J. Meteor. 7, 54.
- (12) Koschmieder, H., 1924. Beitr. fre. Atno. 12, 33 and 171.
- (13) Kraus, E. B., and Spusires, P., 1947: Nature 159, p. 489.
- (14) Langmuir, I., 1948. J. Meteor., 5, 175.
- (15) "Meteorological Factors in Radio Wave Propagation" 1947. Report by the Physical Society and the Royal Meteorological Society, 325 p.p.
- (16) Middletnn, W. E. R., 1941: Visibility in Meteorology, 2nd edition, The University of Toronto Press.
- (17) Newell, H. E. Jr., 1948. Reprint of NRL Report R-3294.
- (18) Pasquill, F., 1949a Proc. Roy. Soc. A, 198, 116.1949b Q. J. 75, 249.

1950 Q. J. Roy, Met. Soc., 76 287.

- (19) Penman, H. L., 1948. Prco. Roy. Soc. A, 193, 120.
- (20) Penman, H. L., 1948. Reports on Progress in Physics XI (1946-1947) P. 366.
- (21) J. Strong, 1941. J. Frank. Inst. 231, 121.
- (22) Thornthwaite, C. W. & Holzman, B., 1942. Tech. Bull. U. S. Dept. Agrrc. No. 817.
- (23) Trabert, W., 1901. M. Z. 18, 518.