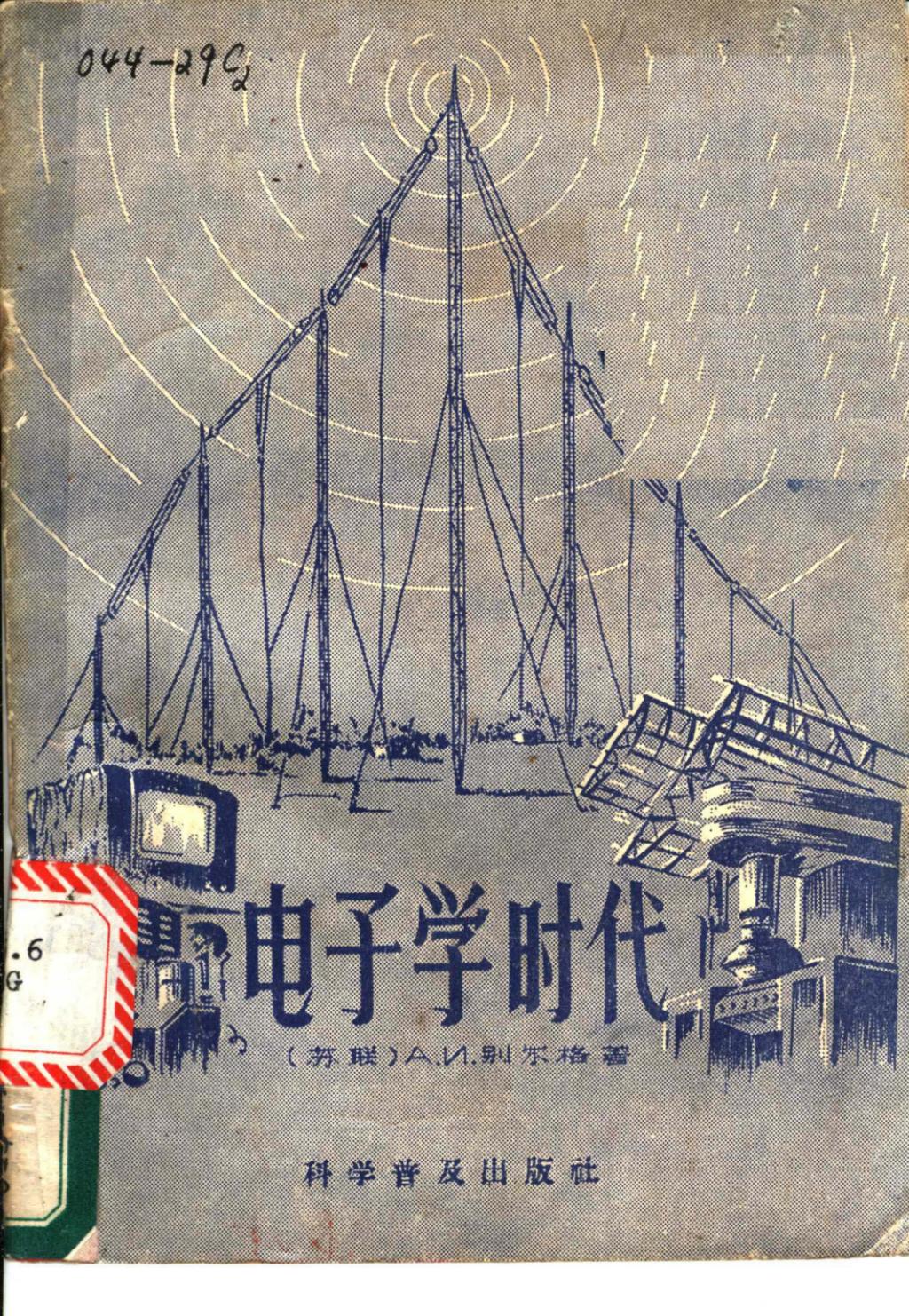


044-29G2



电子学时代

(苏联) A.M. 别尔格著

科学普及出版社

.6
G

本書提要

这本小册子系統地介紹了近代科學中一个最有趣和發展最迅速的科学技术部門——無線电电子学。它首先概括地叙述了無線电的發展情况、無線电的理論問題；其次詳細地介绍了無線电电子学在各科学技術部門的广泛应用，例如：無線电測量学、無線电頻譜學、無線电天文学、無線电氣象学、超声振动和它的应用、电子計算机、电子真空仪器、自动技术和遙控技术、半导体仪器的应用以及新的無線电技术等；最后介绍了無線电电子学的發展远景。作者根据無線电电子学的广泛应用和发展前途，認為我們这个时代，固然可以称为原子能时代，但是把它称为电子学时代也同样是恰当的。

总号：442

电子学时代

ВЕК ЭЛЕКТРОНИКИ

原著者： А. И. БЕРГ

原載： “ТЕХНИКА МОЛОДЕЖИ”
№9, 10, 11, 1955г

原出版者： ИЗДАТЕЛЬСТВО ЦК ВЛКСМ
“МОЛОДАЯ ГВАРДИЯ”

譯 者： 周 奇

校訂者： 鍾建安 李洛童 朱邦俊

出版者： 科 学 普 及 出 版 社

(北京市西直門外新街口)

北京市發行出版圖書版權許可證字第01119

發行者： 新 华 書

印刷者： 北 京 市 印 刷 一
(北京市西便門南大通乙1号)

开本： 787×1092 $\frac{1}{16}$

印张： 1 $\frac{1}{2}$

1957年1月第1版

字数： 25,400

1957年1月第1次印刷

印数： 23,570

统一書号： 15051·24

定 价： (9)1角8分

校 对

“必須廣泛應用自動裝置，採用印刷電路、~~和一些~~標準化的無線電零件、部件和機械，以便利用流水作業法生產廣大群眾所需要的各種無線電機器（廣播收音機、電視接收機、無線和有線通信機器等）；完成滿足國內對於現代電真空儀器、半導體儀器和光源的需要的任務，並組織無線電接力電台和超短波電台設備、傳真電報機和無線電測量儀器的大規模生產。”

——1955年蘇聯共產黨中央委員會七月全會決議

*

*

*

我們這個時代往往被叫做原子能時代，我覺得把它叫做無線電電子學時代也是同樣正確的。因為，利用原子能之所以可能，在很大程度上是由於物理學上採用了無線電電子學的方法；此外，無線電電子學方法在各方面的廣泛應用也都證明“電子學時代”這個說法是正確的。

如果說對於這一點還有所爭論的話，那目的也只不過是在於把術語弄得更確切一點而已，因為我們所生活的時代倒不如叫做無線電電子學時代的開端更恰當。僅僅是開端，因為這一門正在飛躍發展著的包羅萬象的科學所潛藏的巨大可能性和它已經取得的巨大成就，到現在還被利用得不夠充分。

到1955年春天，是亞歷山大·斯捷潘諾維奇·波波夫發明無線電報的60週年*。這整個漫長的期間可以分成三個階段。

前30年（1895—1925年）是一個階段，在這個時期內，無線電報基本上不是以工業生產方式而是以手工方式沿着非常曲折

* 原文是1955年寫的。——譯者

的道路發展着，这就是無綫電報時期。當然不能從字面上來理解，認為在這一時期內無綫電的其他部門都毫無進展。在這一時期內曾經研究出了無綫電技術的一些科學原理，從而促進了無綫電技術的進一步發展，但這個時期工作的主要方向是改進無綫電報。

第二個階段——由1925年到1945年的20年——可以叫做無綫電技術時期。在這個時期內，無綫電報繼續發展，但是，無綫電話同時也得到了廣泛的應用，無綫電廣播也蓬勃地發展起來，人們掌握了遠距離傳真、電視，無綫電導航有了廣泛的應用，無綫電測位法也產生了，而且得到了相當廣泛的發展。

從無綫電報過渡到應用電磁波的其他領域，這主要是依靠電子真空技術的成就和由它而開辟的運用新的無綫電波波段——米波、分米波、厘米波和毫米波——的可能性。

在這20年里，無綫電技術形成了一門獨立的技術科學。建立了無綫電工業，制定了無綫電技術儀器的工程計算方法，創立了應用無綫電電子學，進行了廣泛的科學研究工作——理論和實驗工作，它們為無綫電技術的各個部門奠定了堅固的基礎。

最後一個階段——由1945年到1955年這10年，已經不能單純地叫做無綫電技術時期了。前面已經提到過，更恰當的是把它叫做無綫電電子學時代的開端，因為正是在這些年代里，無綫電電子學的方法開始在科學、技術和國民經濟的各個部門中獲得了極其廣泛的應用。無綫電技術和無綫電電子學是和最快的过程打交道的。電磁波以最大的速度——光速（每秒300,000公里）傳播。電磁振盪是頻率極高的週期性過程。這種頻率比我們所熟悉的交流電的頻率（50赫茲）要高几千、几百万和几十

万万倍。在电子仪器中所遇到的电子，运动速度極大，要用近似于光速的数值来量度。

特別值得注意的是，所有無線电电子学设备的工作条件和工作状态都是在異常迅速地变化着。因此，在無線电电子学中具有重大意义、甚至可以說是具有决定意义的，是随时间和空间而迅速开展的建起过程，或一般地說，非稳定过程。

关于無線电电子学的意义和它的發展規模，从下面的一个事实也可以判断出，例如在美国，無線电工业已經占据第三位，它仅次于煉鋼工業和航空工业。

理論問題

社会主义工业和整个国民经济的飞躍發展，向無線电电子学和技术提出了更新、更复杂、更广泛而多种多样的实际任务。

这些任务大都是非常繁重而复杂，因此，企圖只用类似的事实和現有理論为基础，最經濟、最有效地解决它們，已經成为不可能。必須广泛地研究能为技术开辟新途径的基本理論問題。这个原則对于一切科学部門都是正确的，而对無線电电子学这个飞躍發展着的部門來說，就更有特別重大的意义。因此，理論的研究对無線电电子学的进一步發展具有特別的重要性。

目前應該研究的最重要的問題是以下几个方面：無線电波的傳播、天綫設備和天綫饋綫理論、通信理論（就是所謂信息理論）和高頻真空电子学。

研究所有波段的無線电波的傳播規律，來提高各种無線电通信、無線电广播和無線电导航的作用距离、工作可靠性和工作質量，仍然是理論無線电电子学中头等重要的課題；和这有

关的是研究地球大气層（电离層和对流層）的規律和其中所發生的各种物理過程的理論研究工作和實驗工作。

在天線理論和饋線理論以及和它有关的電動力學等方面，苏联在战后年代里發表了一系列具有重大原則意義的著作。

近年来在研究通信的一般理論問題方面，已經取得了十分巨大的成就。这个理論中包含着兩個主要問題，就是效率問題和可靠性問題。第一个問題在于用最經濟的方法，也就是以最小的功率、最短的時間和最窄的頻帶傳送最大數量的通信。第二个問題——可靠性問題在于保證通信接收的高度真實性，也就是要使信号因干扰而引起的失真減到最小程度。高效率和高度可靠性这两个要求是互相矛盾的，問題就在于找出一个能适合于各种具体情况的折衷的办法。

在通信一般理論方面所發生的困难正日益地增加。这是因为需要在各种各样的干扰条件下和功率受到严格限制的情况下，把信号以更快的速度和更高的可靠性發送到更远的地方去。

近年来，通信一般理論从所謂信息理論中获得了概括的总结。这个理論不但把我們的知識加以归纳和提高到更高的水平，而且為我們指出解决困难問題的新途径。这种崭新的可能性，是由于对噪音和干扰的特性进行了广泛的研究而获得的。

在有噪音的情况下，發現和选出微弱信号的研究，目前引起了很大的注意。

在已往差不多30年間，电真空仪器（电子管）是無綫电發射机和接收机中最重要的組成部分。近年来在这方面进行了广泛的理論研究工作，因而不断地設計出許多新型电子管。

但是，关于电子在复杂形狀的空腔內所存在的恒定和交变

電場和磁場中的運動問題，以及電子群和這些場的相互作用問題等，目前還沒有研究清楚。而這些過程在超高頻範圍內，是有特殊意義的。

半導體電子儀器在無線電電子學上具有許多極有價值的特性，它實際應用的範圍也正在日益擴展。因此我們目前正在進行的關於固體電學特性（特別是晶體電學特性）的理論研究工作，迫切需要大規模地開展起來。

應該指出，無線電電子學雖然是一門以鞏固的理論為基礎的科學，但它在很大程度上也是一門實驗性的科學。在這裡，理論和實踐之間的聯繫是不可分離的。

作為這種聯繫的最好榜樣，可以舉出Л.И.曼杰爾什塔穆院士和 Н.Д.巴巴列克西院士學派對於非線性振盪理論的深刻研究，以及他們對於用新的無線電技術方法來測量距離的卓越理論研究工作，這些測量方法無論在蘇聯或國外都已經得到了廣泛的實際應用。

上面所談的一切，迫切要求我們把我國科學家在無線電通信、無線電技術和電子學等領域內所進行的各種理論研究工作，大大擴展規模和提高質量。

無線電測位

無線電測位，就是利用無線電波來測定空中、水面和陸地上各種目的物所在位置的方法，這方法在很早以前就有了，但是直到第二次世界大戰前不久，它才達到了成熟階段。在第二次世界大戰期間，無線電測位在各個戰場上得到了廣泛的應用，現在它仍然在繼續飛躍地發展着。

在無線電測位中应用得最广泛的是無線電回波。这个方法是把無線電波的短促脈冲射向目的物，然后測量脈冲一去一回所耗費的时间，从而确定到目的物的距离。这个时间可以測得十分精确，因而距离也可以測得很准确。測量無線電波从目的物反射回接收天綫时在垂直面和水平面內所成的兩個角度，就可以得到被測物体的角座标，測量的精确度可达 $0.1-0.2^{\circ}$ 。

無線電測位的宝贵特性是：不論白天或黑夜，不論在任何可見度和任何天气条件下，它都可以工作。它的作用距离的極限，通常就等于直視距离。在探测高空飞行的目的物时，这个距离可达几百公里。

为了得到有强烈方向性的無線電波束，就要利用尺寸比所用波長大得多的天綫。因为我們不希望用笨重的天綫，所以就須采用很短的無線電波——分米波和厘米波。

这样，無線電測位就刺激了脈冲技术的發展，推动了人們去掌握極短的無線電波和各种具有强烈方向性的天綫設備。

無線電測位給軍事上帶來了很大好处，但是由于無線電測位方法在天文学、大地测量学、頻譜学、导航、气象学、电子計算机线路以及其他方面的广泛应用而开辟出来的技术可能性，它的价值更不知要大多多少倍呢！上面所說的各个部門都应用了属于無線電測位范围的一些元件。

無線電頻譜学

在第二次世界大战以后，由于無線電測位的發展，开辟出了許多新的技术可能性，在这个基础上就誕生了一个新的物理學部門——無線電頻譜学，并且得到了迅速的發展。無線電頻

譜學是应用無線電技术上的方法（無線電波諧振的吸收），來研究气态、液态和固态的物質。無線電頻譜學和普通光譜學不同，它的基本特征是采用了电子單頻振盪源（例如速調管），能够不用分譜仪器（稜鏡、衍射光柵等）而保証高度的分辨力，并且可以在很寬的範圍內进行調諧。現在已經制成了整套的电子管振盪器，可以用来研究波長極短的無線電波，从十分之几毫米到几十米，即差不多有10个倍頻程的頻率範圍，但光譜學里所用的頻譜却狹得多。

無線電頻譜學的研究方法，主要是应用在物理学、化学、天文学和电子学等方面。

無線電頻譜學和理論物理学密切地联系着，而且要以高等数学机器为基础。

這門年輕的科学目前获得的主要成就，有以下几个方面。

在天文学的历史上第一次發現了星际空間固定頻譜的無線電輻射，也就是星际空間氫氣的輻射，它的波長約為21厘米。这种輻射和宇宙空間中各不同区域內的或多或少的原子氫的能量間極其細微的变化有关。

1944年，苏联科学院卡贊分院的 E.K. 扎伏依斯基發現 和研究了一种新的現象——电子的順磁性諧振。利用这种現象可以創造一种有效的新方法去研究固体和液体的特性。

已对許多种原子核的磁矩进行了測量（包括一些半衰期很短的放射性原子核），这些数据对原子核理論來講異常重要。

已經对許多种分子的結構进行了研究，这就促进了化学键理論的进一步制定和对化学键本性的研究。

無線電頻譜學方法正开始应用到混合气体的定量和定性化

學分析上。这种方法的优点是分析得快，并且能实现对过程的不断“监视”，而进行分析所需用的物质数量极少（几微克）。

无线电频谱学利用分子吸收高频振盪能量而形成的窄譜線，可以使超高頻振盪器保持频率的高度稳定；根据这个原理，制出了频率（时间）的原始标准器，即所謂分子鐘。

苏联科学院的一个研究所在无线电频谱学方面所作的研究工作具有重大的意义，特别是在創制噪音系数小的新型振盪器和放大器方面（利用分子束——电离了的气体分子流），这就是所謂分子振盪器和分子放大器，它使得将来可以制造極度精确的频率标准器。

在国外，无线电频谱学方面的研究工作也在大规模地进行着。近 10 年来，在这方面已經發表了許多專門著作。

无线电频谱学的成就，使得極短无线电波的發生和倍頻方法得到了發展，因而促进了无线电电子学的这个新領域的迅速發展。目前，无线电频谱学的研究已經扩展到波長不足 1 毫米的电波上去了。

由于極短的无线电波的窄方向射束具有巨大的空間分辨率，現在已經有可能用无线电波解决直接觀察問題。

无线电天文学

天文学是最古老的科学之一。在几千年的过程中，天文学家所观测的是天体發射出的可見光綫。

天文学家在觀察星球时碰到的死敌，就是包围着地球的大气圈。在大气圈中起散射的太陽光阻碍着人們在白天去观测其他天体。空气流可以引起一些不利的現象，例如星光的閃爍，

会使天文仪器中所得到的象变坏。云層和雨雪会完全阻断观测的进行。因此在建造天文台时，必须选择大气比较透明和晴朗夜晚最多的地方。

投射在大气层上的电磁能，要被它吸收掉大部分。原始宇宙线、伦琴射线和短波紫外线的大部分——一句话，波长短于紫色光的一切电磁波，几乎都要被吸收掉。同样，所有的红外线，除最接近可见光谱红色部分的外，也几乎全部被吸收了。

这样，留给天文学家的只剩一条狭缝——扇探望宇宙的小“窗”，它只占有可见光谱附近一两个倍频程的频率范围。

关于天体的物理状态、化学组成和位置的宝贵资料，绝大部分都是天文学家从可见光或接近于可见光的射线中得到的。

光学天文学配备着极精密的仪器，不断地发展着和改善着观察的方法。直到第二次世界大战时期，还难望在原有的工作方法上作出什么根本的改革。

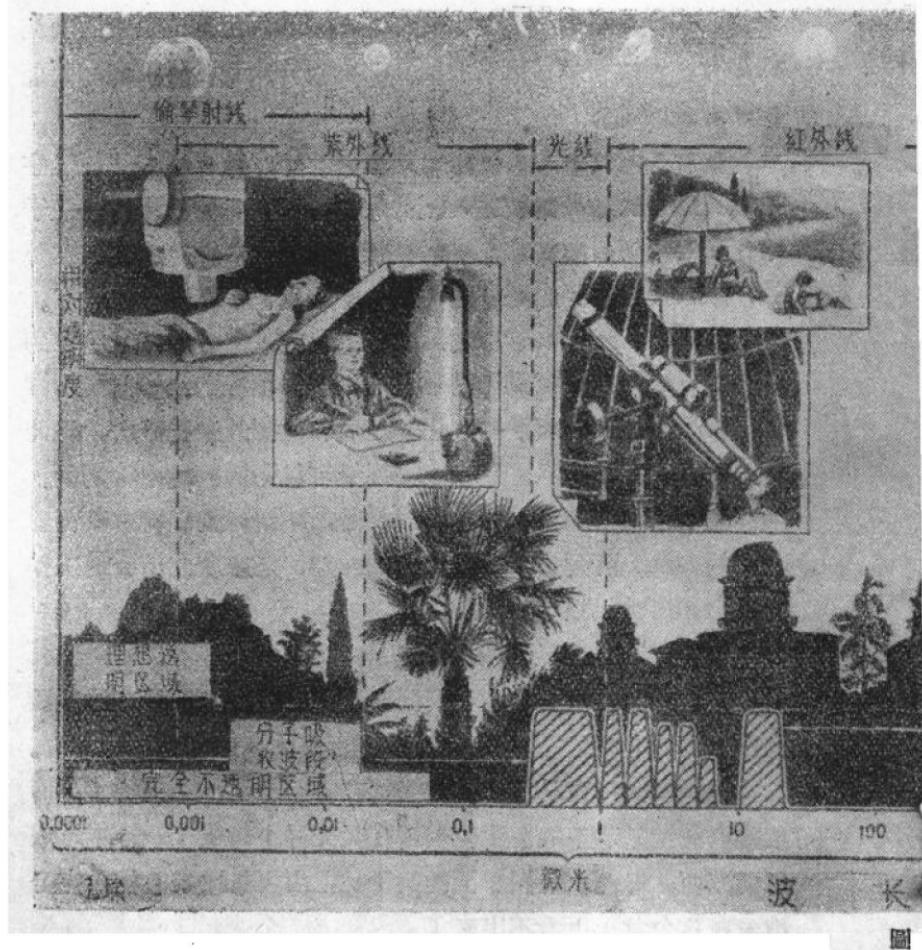
但是，却发生了另外的情况。

二次世界大战初期，在英国东海岸曾装设了许多米波波段的强力无线电测位站，用来侦察从东部海面飞来的德国轰炸机。

但有时候，在早晨，德国飞机在海面上低低地出现了，而无线电测位站却不能发现它们，在荧光屏上出现了一种不可理解的东西：屏面上盖满了混乱的干扰，由飞机传来的信号完全消失在这个背景中看不出来了。

经过长期研究，才查明了当时看到的是太阳发出的无比强烈的无线电干扰，也就是说，太阳原来是一个无线电波发射源。

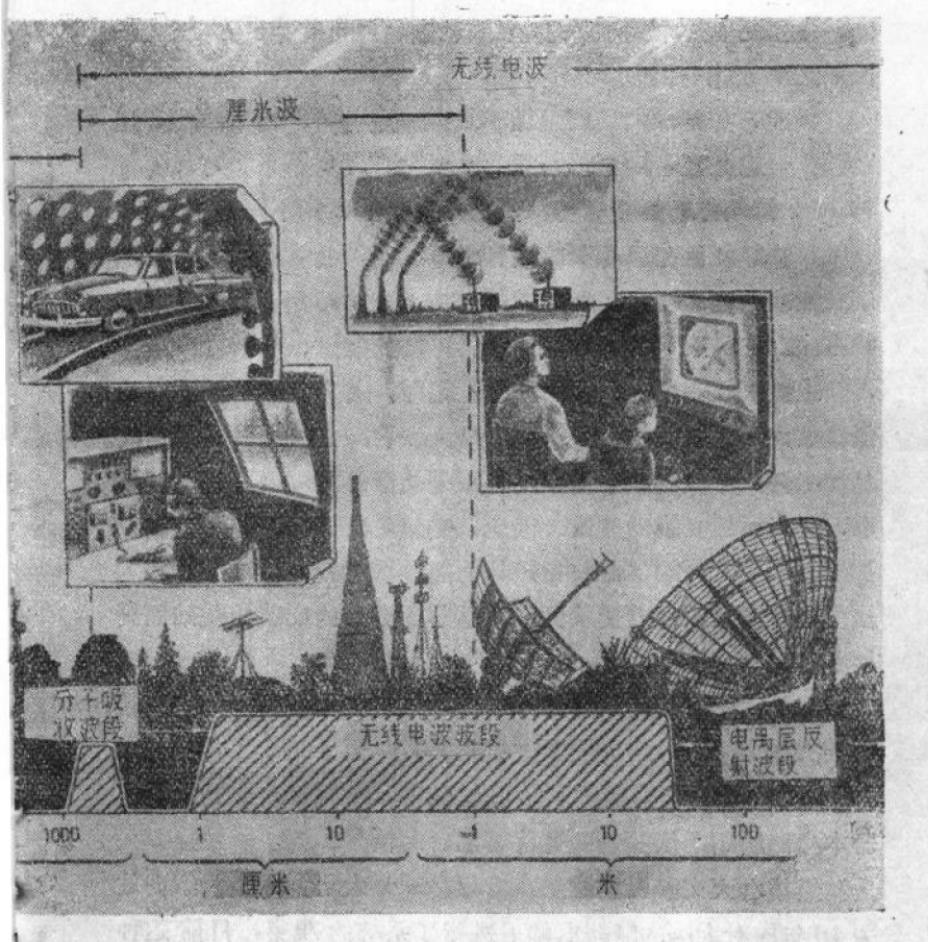
战后年代，才开始对太阳、月亮以及星际气体和所谓“无线电星”的无线电辐射进行了深入而有系统的研究，然而在这



10—15年以前，就已經在米波範圍內得到了一些最初的資料，說明在地球以外有從銀河系發出的無線電輻射。

於是天文學開始了一個新紀元——無線電天文學誕生了。

現在，無線電天文學已成為研究宇宙的最強有力的工具之



一。它的成就为解决天文学、物理学和天体演化上許多基本問題开辟出新的途徑，例如，太陽和恒星的構造問題、星际物質的組成和分布的問題、宇宙線的起源問題等等。

地球的大气圈不仅对于可見光譜附近的狭窄的波段是透明

的，波長从1厘米到15—20米的無線電波也能穿透整個大氣圈而達到地球的表面。

因此，在地球大氣圈里就不止有一扇“窗”，而是有兩扇“窗”：一扇是寬一兩個倍頻程的光學“窗”，另一個是可以通过約10個倍頻程的無線電“窗”。在任何氣候條件下，在白天和夜晚，往往正是在目視觀測法有困難或不可能的時候，都可以進行無線電天文觀測，所以無線電技術方法乃是一種效果卓越的方法，它的應用為天文學開辟出廣闊的前途。

上面已經講過，太陽的無線電輻射，首先是由米波波段的無線電測位站發現的。進一步的研究表明，無線電測位中用的從厘米波到米波的整個波段，也正是能穿過大氣圈而也為無線電天文學所感興趣的波段。因此，無線電天文學從無線電測位那里得到了良好的儀器裝備，從而能够以無線電測位技術在天線裝置、靈敏無線電接收機和指示器等方面的成就為基礎而發展起來。

然而，由於宇宙射电源的無線電輻射是非常微弱的，無線電天文學家必須設法大大改進接收裝置。由於採取了特殊技術方法（輻射計型接收機），它能夠從宇宙空間接收弱到只有儀器本身的所謂起伏噪音的幾百分之一的信號。

無線電天文學觀察的基本對象之一是太陽。許多國家在過去10年內對太陽的無線電輻射進行了系統的觀察，目前這種觀測越來越深入，越來越擴大。已經確定，太陽能發射出波長從幾毫米到10—15米的無線電波，它的輻射強度在很寬限度內變化，而在太陽活動性最大的年分達到最大值。在這些年分，太陽在米波上的無線電輻射要比平靜時期大幾千倍。

已經查明，“無線電太陽”不是一個球體，而象一個在赤道平面上呈扁平的迴轉橢圓體。 strongest 的米波輻射是從太陽表面很遠的日冕區域發出的。厘米無線電波的輻射主要是從較稠密的色球區域發出的。

系統的研究太陽的無線電輻射，是研究太陽大氣的異常有效的方法。研究太陽在“攝動”時期的無線電輻射有特別重大的意義，可以解決關於太陽現象和地球現象的聯繫的重要問題。

例如大家知道，地球上的磁暴以及地球電離層中的強烈“攝動”在很大程度上妨礙著短波無線電通信，它們是和太陽活動性的增加密切關連著的。它們發生的時間也和太陽無線電輻射強度的急劇增加關連著，所以太陽輻射的觀察將成為無線電預報的有效方法。

蘇聯的理論家和實驗家已經詳細地研究了太陽大氣中發生的許多種現象。例如在 1946 年，蘇聯的理論家指出，太陽在平靜時期的無線電輻射，可以用太陽氣層的熱輻射來解釋。在 1947 年日全食時，蘇聯研究人員曾在巴西海岸（在格里巴耶多夫船上）進行了觀測，第一次從實驗上證明了米波的無線電輻射是從日冕發出的。

以後幾年來，蘇聯科學家曾利用無線電天文學方法，特別是利用比太陽更遠的“無線電星”所發出的輻射“透視”日冕的方法，對日冕進行了許多有趣的研究。

大約在 10 年以前，就已經發現了月亮發出的波長為 1.25 厘米的無線電輻射，並且查明了月面的溫度雖然由於朝向太陽或背向太陽而變化很大，但這種輻射在月相不同時期卻改變得很小。這樣看來，月亮在 1.25 厘米波長上的無線電輻射是從

月面不深的（不到 50 厘米）層里發出來的。

在最近時期內，蘇聯科學家研究了月球在較長厘米波上的無線電輻射，查明了在這些波長上的無線電輻射的強度的變化還要小些。

銀河系和總星系的無線電輻射在無線電天文學中占着特殊的地位。過去 10 年來，利用無線電天文學方法，發現了一百多處無線電輻射點源。

這些無線電輻射點源的發現，引起了人們極大的興趣，其中有一部分還不能馬上和可見輻射源對應起來，因而被命名為“無線電星”。

主要是由於蘇聯物理學家和天文學家的研究，現在已經查明了，這些無線電輻射點源或者是各個遙遠的河外星系的輻射，或者是由於宇宙災變（例如超新星的爆發）而發生的。在後一種場合，無線電輻射和速度非常高（接近光速）的電子的運動有關。天鵝星座的強力無線電輻射源中，有一個發出的無線電輻射比光還強，科學家們在這個位置上發現了兩個碰在一起的河外星系。

銀河系在米波波段上除了點輻射源以外的总的無線電輻射，很可能就是電離了的星际氣體的熱輻射和在星际磁場中運動的高速電子的輻射。

對天體的主動式（反射式——譯者）無線電測位也是非常有趣的，這種測位是以向天體發射無線電波和記錄反射回來的無線電波為基礎的。例如，對月亮、行星和流星的無線電測位就是這樣進行的。這門新科學叫做無線電測位天文學。

蘇聯 Л.И. 曼杰爾什塔穆院士和 Н.Д. 巴巴列克西院士還在

1928年就已經研究了对月亮进行無綫電測位的可能性，并在1942年（远在1946年匈牙利和美国进行实验以前）从技术計算上論証了这个問題。不久以前的报导，德国在1943年已經記錄了从月亮反射回来的無綫电波。用無綫电回波方法測量出来的到月球的距离，和用其他方法測出的数值是完全符合的。

从理論上說，也可以应用無綫電測位来研究行近地球的一些較大的小行星，还可以給太陽系的大行星进行無綫電測位。

流星的無綫電測位已經取得了許多重大的科学成果。

流星体飞入地球大气中的速度，决定于流星体和地球間的相对运动。因为地球沿轨道繞太陽运行的速度是每秒30公里，而流星相对于地球的速度达每秒42公里，所以，流星体相对于地球*的速度的范围是在每秒12公里到72公里之間。

当流星体飞入地球大气的上層区域內时，它的表面受到氣体粒子的强烈碰撞，撞击的能量大部分轉变为热，結果流星体的物質就蒸發。它的原予以热速度相对于流星体飞出来，当它們相对于流星体的速度接近每秒40公里时，能量达到100—1,000电子伏特。在和空气粒子碰撞时，流星体的原予就产生电离。結果在流星体后面就拖着一条圓柱形或綫形电离余跡，它的直徑为20厘米，長达10公里以上。

大家知道，米波波段的無綫電波能从电离气体区域很好地反射回来，因此米波波段的無綫電測位站很容易發現流星余跡。

对流星体进行無綫電測位，是采用無綫電測位技术上探测反射体（現在是探测电离气体柱）的主动式方法，也就是由無綫電測位站發出短促的無綫电脈冲，然后接收从流星的余跡反

* “地球”二字可能是“太陽”之誤。——編者