



红外线

苏联 H. Г. 伊林 著
黄致中 譯

人民邮电出版社

紅 外 線

苏联 H. Г. 伊林著
黃致中譯

人 民 出 版 社

Н. Г. Ильин

ИНФРАКРАСНЫЕ ЛУЧИ

Издательство Досааф 1961.

内 容 提 要

本书讲不可见红外线的本质和特性，以及某些在军事中已经用到的红外技术的仪器、装置和系统的作用原理。讲原理比较简明扼要，讲实际设备也能突出各种应用方式的特点。对于军事部门及一般对红外线感兴趣的读者，都有一定的参考价值。

紅 外 線

著者：苏联 Н. Г. Ильин

译者：黄致中

审校者：东生

出版者：人民邮电出版社

北京东四6条13号

(北京市书刊出版业营业登记证字第〇四八号)

印刷者：北京市印刷一厂

发行者：新华书店

开本 787×1092 1/32

1961年12月北京第一版

印张 2 22/32 篇数 43

1961年12月北京第一次印刷

印刷字数 61,000 字

印数 1—550 册

统一书号：15045·总1367—无373

定价：(9) 0.30 元

譯 者 序

紅外綫技术是近年来一門发展很快的技术。它的应用比較广。在科学研究、工业生产、交通运输、医疗、日常生活等方面都有其应用，尤其是在国防軍事上更有其重要的用途。苏联 H. Г. 伊林所著“紅外綫”一书（苏联支援陆海空軍志願协会出版社出版），介紹了紅外綫的本质、特性和应用，尤其是对紅外綫在軍事上的应用知識作了重点的叙述。可供我国广大无线电爱好者、部队战士、大中学生以及对紅外綫軍事应用感兴趣的讀者，作为一本軍事常識讀物閱讀。原书在讲述典型紅外綫設備时，大部分是利用資本主义国家报刊发表的資料。这些材料，在介紹紅外綫的軍事应用知識上是有一定参考价值的。同时，通过这些材料也可以了解一些資本主义国家武装部队的紅外綫装备和应用情况。但应指出的是，这些材料由于資本主义国家报刊的性质，不免有些夸大和渲染；另一方面在材料的时间上也有的是較陈旧，并非最近情况。这些方面都希望讀者閱讀时注意，批判地从中吸取有用的軍事科学知識。

目 录

譯者序

1. 引言	1
2. 紅外綫的本质和特性	3
3. 热探向器	20
4. 夜視仪器	29
5. 根据目标本身的紅外輻射来觀測、 瞄准和截击目标的系統	47
6. 紅外綫电子通信系統	64
7. 应用紅外綫的其他系統	72



1. 引　　言

从发现不可見紅外綫的时候到現在已經有 150 多年了。但是現在紅外輻射技术仍然常常（特别是在軍事上）被称为年輕的部門。对紅外技术年龄的这种看法并不十分正确，因为不可見紅外綫的实际应用，譬如用在軍事通信上，比电视和雷达的問世还早得多。

更正确地說，这一技术領域，由于各种原因，曾經长期为人們所遺忘。紅外技术发展上的停滞，例如在用作通信工具方面的停滞，其基本原因是：所运用的不可見紅外綫波段很狭窄，而且紅外綫器件的工作与气象条件有关；高頻和超高頻波段在通信上很快得到了应用，使无线电成为軍事通信的主要工具；缺乏用以得到紅外象的直接的电子显象仪器；对于大气在各种状态时的紅外特性缺乏可靠的知識。

战前各国的許多科学家和工程师們，在紅外技术領域中，解决了一系列理論性和實驗性的复杂問題。光电方面所获得的相当大的成就，在很大程度上促进了这些問題的解决。

第二次世界大战时期，为了軍事目的，曾制成和实际使用了一系列仪器和装置。它們的工作原理是以利用不可見紅外綫为基础的。

很多原因促使紅外技术进入了新的发展阶段。属于这些原因的有：无线电波的波段过分拥挤，有必要运用尚缺乏研究的毫米波段和紅外波段；新的紅外綫源、高灵敏度紅外接收器等的創制以及使紅外波段向长波方面的显著扩展；制成了紅外象的直視仪器——所謂电子——光轉換器；发现了大气的大透明度“窗”；最后，对半导体知識的迅速增加和无线电光电子学的

进一步发展，使人們有可能为紅外綫器件創制小型而又可靠的元件与綫路。

在战后，特別是在現在，許多国家（美国、英國、法国、西德）在軍事上于武装部队中应用紅外技术方面，繼續进行着紧张的工作。紅外輻射用于軍事目的的主要优点是：紅外綫用肉眼看不見；用盖着特別滤光器的各种光源（白熾灯和电弧、气体放电管和汞弧管等等）很容易产生紅外輻射；有各式各样的紅外輻射能接收器（热接收器、光电接收器和光致发光接收器）；一定波长的紅外輻射当通过大气层时，甚至在有烟雾及薄雾的条件下，比可見輻射的損耗小。

現在国外軍用紅外技术进行得相当紧张，設計出了各种各样的、利用目标的热輻射探测該目标的工具——热探向器；使导弹对輻射出紅外能量的目标进行探测和自动瞄准的系統；借目标反射回来的紅外綫束探测和瞄准該目标的系統；紅外綫的直接电子显象系統；利用紅外綫的电子通信系統。还制成了其他电子式和非电子式的应用紅外綫的系統。

最近某些外国杂志发表了一系列材料，提到在軍事上应用紅外綫的新的可能性。在这些文章中描述了根据目标本身的紅外輻射来探测、瞄准和截击它的系統；紅外綫直接电子显象系統；利用紅外綫的电子通信系統等等。

在这本小册子中，以这些系統的結構为例說明实际应用不可見紅外綫的可能性，軍事技术上应用的紅外器件裝置多属于这类实例。

2. 紅外線的本质和特性

可見光的分解

如果让白色平行光束，例如图 1 来自白熾灯泡(1)的白色平行光束經過窄縫(3)和透鏡(2)与(4)，通过玻璃的三棱鏡(5)，則在位于稜鏡后面的屏(6)上，我們得到散开的、由各种顏色組成的帶(7)。

如果研究帶上各顏色的分布，便可以看出，从射線原来方向00₁，向稜鏡寬面那边偏移最大的是紫帶，而偏移最小的是紅帶。在紅帶与紫帶之間配置着許多条逐漸由一种顏色变成另一种顏色的其它顏色的帶。可以看出，一个跟着一个的各种顏色有它的固定次序：紅、橙、黃、綠、青、藍、紫。

由白光束分成的各种顏色叫做光譜。如果我們利用鏡系把从稜鏡射出来的各種有色光束聚到一起，則在屏上看到的不是光譜，而是一条仅呈一种顏色——白色的帶。

我們在形成光譜的屏上开一条縫，让某一种顏色的，譬如綠色的光束通过縫隙射到第二块稜鏡上。我們可以看到，稜鏡不会把这光束分成其他色的光，該光束只以某个角度偏离其初

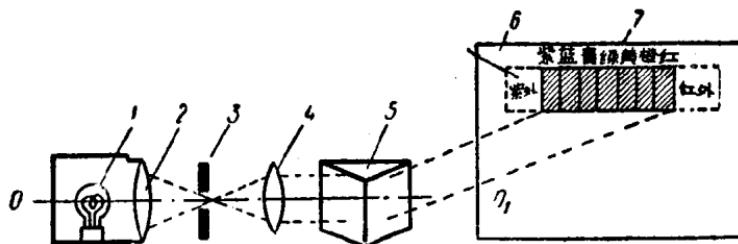


图 1 用以获得連續光譜的仪器的布置图
1.白熾灯，2.透鏡，3.狹縫，4.透鏡，5.稜鏡，
6.屏，7.連續光譜

始位置。

这种实验最先是在 1867 年——1868 年由英国物理学家牛顿做的。该实验表明，白色光束的成份不是单纯的，而是复杂的。白色是由不同颜色的各个光束所组成的总和。在继续通过棱镜时不会分解成为其他色的光的各个光束，称为单纯的或是单色的。

复杂光束分解成一系列单色光的现象叫做光的色散。复杂光束在通过棱镜时，分解成为其他各种成分的原因在于各色的光在棱镜中受到不同的偏转，即具有不同的折射率。由于光的颜色取决于它的波长，因此可以说，物质的折射率与色度有一定的关系，即与波长有一定的关系（波长以希腊字母 λ （蓝达）表示；或者说与每秒振动次数有一定关系），每秒振动次数以希腊字母 ν （纽）*表示。

根据光的电磁理论，光就是一种电磁振盪，而单色辐射的波长就是这振盪在一个周期内传播的距离。波长可以用线度的单位（厘米，毫米，微米，毫微米，埃）**来量度。可见光谱里每种色的光都是由一定的波长造成的，它们的大约长度见下表：

譜段	波長(毫微米)	譜段	波長(毫微米)
紅光	620—780	綠光	510—550
橙光	585—620	青光	480—510
黃光	575—585	藍光	450—480
黃—綠光	550—575	紫光	380—450

* 振动次数 ν ——秒钟内形成的波数。

** 短波以下列单位来量度：

1 微米(MK) = 10^{-3} 毫米

1 毫微米(MMK) = 10^{-6} 微米

1 埃(Å) = 10^{-10} 毫微米 = 10^{-4} 微米(MK)

到現在为止，我們都只談到了對我們眼睛起作用、引起視覺的可見光。白光光譜是僅以肉眼可見的紅光紫光為界限嗎？或者，除此以外還有其他不可見的光嗎？事實上，白光光譜並不以紅光和紫光為其界限。

1800年，英國天文學家威廉·赫舍爾在研究太陽譜線的時候，發現了極奇異的現象。當用靈敏的溫度計逐個地測量光譜的每一部分的熱效應時，他斷定，紅區的特點是溫度最高。可是在光譜的可見紅區邊界以外，也就是說，在任何光線也看不見的地方，溫度計又指示什麼呢？有人曾經邏輯地假設，那兒的溫度應當與其周圍的室內空氣溫度相當。但是，當這位科學家把溫度計放到這個區域時，他不禁驚奇地發現，這溫度計的指示比近旁的檢查用溫度計的指示還要高很多。溫度計的受熱證明，太陽光的光譜並不終止於紅區，而是在紅區邊界之外，還發射出某種為人所不知道的、人的眼睛所看不見的光。這樣就發現了紅區以外的新譜段。

這不可見光線（圖1中用虛線表示）叫做紅外線。由於它們具有熱效應（很容易根據這效應來探測它們），通常稱它為熱線。

為了使讀者得到關於紅外線的熱效應的概念，我們舉這樣一個例子。在全部太陽輻射的總能量中，紅外線所占的部分約為60%。在溫度高达2000—2500°C的現代白熾燈的光譜中，紅外線的能量約占全部輻射能量的95%。

1801年，李特發現，在光譜的紫端之外也有光線。這樣，可見光譜就不終止於紫光，而是在光譜的紫色可見光部分之外還延伸着不可見的紫外部分，這部分光可以用照相或借涂有發光*物質的屏（熒光屏）來發現。

* 以特殊的方式被激發的冷態發光物質，稱為發光物質或熒光物質。

稍后，在1895年，德国物理学家伦琴发现，当快速飞行的电子流与任何固体相遇时，会产生一种特殊形式的辐射，称为伦琴辐射。伦琴辐射与紫外辐射一样，不能为视觉所觉察，但是能使某些物质发光，而且对照相底片起作用。1896年法国科学家贝克勒尔又发现了由于放射性物质的蜕变而产生的所谓 γ 射线。 γ 射线是具有极短波长的电磁振荡。

这样，现在几乎对全部广阔的波段都已研究过了：从慢的电振荡和无线电波开始，最后到 γ 射线和宇宙射线。由这些事实可以作出结论：自然界中存在着极其多式多样波长的电磁波。同时必须指出：随着波长的变化，会出现十分明显的、质的差别：色度、可见度、传播特性等等。

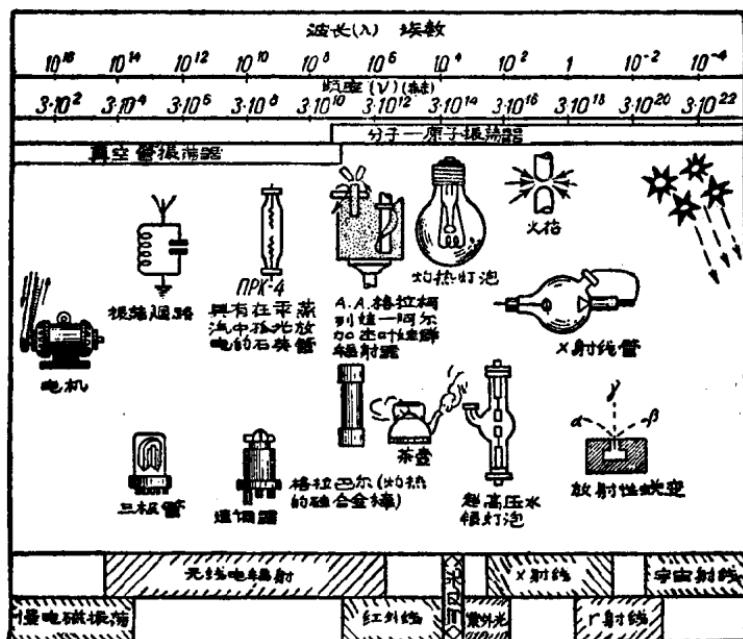


图 2 电磁振荡标尺和各式辐射的代表性发生器

图 2 所示的是包括所有型式的辐射的电磁振荡的标尺，上面是从左至右递减的、以分度形式表示的电磁振荡的波长的值。如所周知，例如在无线电接收机上的刻度，每秒钟振荡的次数(ν)和波长(λ)是成反比关系的：波长愈短，频率愈高。因此，沿着标尺从左至右波长不断减少，而振荡频率却不断增加。

从图 2 可以看到，当波长由慢的电辐射到无线电辐射，及从红外线辐射到可见光、然后到紫外线变化时，波长一直变短。但是，电磁波的特性虽有多式多样，但它们相互之间的区别仅在于波长或振荡频率的不同。

幅 射 能

直到上世紀六十年代为止，人们认为辐射是一种机械运动能量的传输——最初认为是以弹性波在以太物质中传播的形式来传输能量，后来又认为是以辐射体的微小颗粒（粒子）的迁移的形式来传输能量。荷兰物理学家 X. 惠更斯是波动学說的創始人；而 I. 牛頓是微粒學說的創始人。E. 麦克斯威于 1861—1864 年創立了并用数学論証了辐射的电磁理論。这些理論于 1886—1889 年为 G. 赫茲的实验卓越地証实了。

1900 年，德国物理学家 M. 普朗克假想，基本辐射器的能量只能成“块”儿地、成“份”儿地变化。普朗克給这一“份”取名为能的量子*。后来，A. 爱因斯坦闡明了辐射的光子理論，这个理論认为辐射就是相互間沒有联系的、作为确定数量的能量負荷者的一种粒子（光子）流。

可見光以及不可見光的辐射能量都称为辐射能。辐射能是

* 量子是可以被分子或原子系統吸收或发出的确定的、有限的能量的数量（一“块”，一份）。

同时具有波动特性和波动参数以及量子特性和量子参数的物质微粒流。电磁辐射的波动参数是振荡频率、波长和传播速度。量子参数是量子能的数量。

波动参数和量子参量之间，有着一定的关系。根据这一关系，量子能的数量正比于振荡频率，如下面的公式所示：

$$\varepsilon = h\nu \quad (1)$$

这里， ε ——辐射流量子的能量

ν ——辐射流的频率

h ——通用普朗克常数

大家都知道，电磁振盪的频率反比于波长，也就是：

$$\nu = \frac{1}{\lambda}^*$$

如用辐射流波长(λ)代替公式(1)的频率(ν)，我们得到短波长、高频率的辐射流量子具有大的能量

$$\varepsilon = h \frac{1}{\lambda}^* \quad (2)$$

单个辐射量子的能量极微小，但是，即使在极微弱的辐射流里，量子却很多。

原子或分子的外围电子之所以辐射红外线，是由于分子发生转动和振动的结果。原子辐射的红外光谱，是由于其外围电子从高能级跃迁到较低的能级而产生的。

当原子处于正常状态时，沿自己的轨道围绕着核旋转的电子并不辐射能量。电子只可能沿着所谓的容许轨道围绕核运动，在每一容许轨道上，电子的能量是严格一定的。每一个原子里存在着许多以禁区隔开的容许轨道。

* 謢者註： ν 与 λ 的关系应为 $\nu = \frac{c}{\lambda}$ ， c 是光速。这里原文只表示出了反比例关系。

容許軌道離核愈遠，電子的能量愈高。在尋常狀況下，電子沿軌道的運動有十分穩定的性質。但是在一定的條件下，運動的穩定性可以遭到破壞，於是電子從一個容許軌道躍遷到另一個軌道上。

電子從一個容許軌道躍遷到另一個，也就是說從一種能量狀態躍遷到另一種狀態，只能以突變的方式進行。電子和核之間是以引力聯繫著的。要從近核的容許軌道躍遷到較遠的軌道上去，必須給電子以附加的能量。

如果電子向離核較近的軌道躍遷，則它將以突變的方式改變它的能量：部分能量以輻射流量子的形式輻射到空間。因而，一切輻射都是量子流，其頻率愈高，則能量愈大。

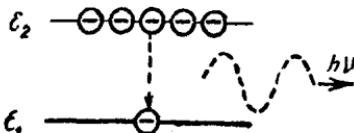


圖 3 當電子由能級為 ϵ_2 的軌道躍遷到能級為 ϵ_1 的軌道 ($\epsilon_2 > \epsilon_1$) 時，輻射出電磁能的量子

圖 3 以簡圖表明電子從能量為 ϵ_2 的容許軌道躍遷到能量為 ϵ_1 的容許軌道 ($\epsilon_2 > \epsilon_1$) 的情形。在電子躍遷時，伴隨著能量量子 $\epsilon = h\nu$ 的輻射。各種元素的原子是以質量、核电荷、電子的數量及其在各個容許軌道上的能量的

不同而相互區別的。

紅外線

如圖 2 所示，紅外線是處在紅色可見光與最短的電輻射（即無線電波）之間。它在光譜上佔據著一條比可見光更寬的帶。人眼能以光的形式接受下來的僅僅是整個電磁波譜中的很窄一段區域。

紅外線與可見光之間的界限，用人的眼睛就可以很容易地確定。紅外線與無線電波之間的界限的精確確定是不可能的，因

为还缺乏作这样的确定的准则。因此人们认为，红外线和最短的电辐射（无线电波）的谱段是在规定的边界上相互重叠的。

这种说法，在1924年曾为苏联物理学家A. A. 格拉哥列娃-阿尔卡基耶娃进行的卓越实验所证实。由这个实验的结果，她们把红外辐射的长波部分和超短波联结起来了。用所谓粉屑振荡辐射器得到波长 $\lambda = 125$ 微米的振荡后，A. A. 格拉哥列娃-阿尔卡基耶娃指出，同样的辐射既可用光学的、也可用无线电技术的方法产生。

我们感兴趣的是红外线区域，所以我们再来更详细地讨论它的特性。红外线所占据的电磁振荡谱段，是在波长从500微米到0.76微米的范围。为了研究的方便，把红外线所占据的波段分为两部分：近红外段（0.76—15微米）和远红外段（15—500微米）。

实际上采用的是研究得最充分的近区红外线。这种射线运送着从热辐射器中发出来的绝大部分能量，并且在军事技术中广泛地采用。

肉眼所看不见的红外线，其特性接近红光，并遵守光学的反射与折射定律。它的波动性表现在干涉、绕射和偏振等方面。由于两个或几个波系叠加的结果而使振荡增强或减弱的现象称为干涉。波绕过途中所遇到的障碍物的现象叫做绕射。在某一个确定的平面内进行振动的波叫做偏振波。

已知有些材料，如黑照相纸、厚胶木、厚纸板、地漆青漆及其他等，红外线通过它们比较容易；而这些材料对可见光来说却是不透明的。

必须指出，并非红外射线谱的所有成分都能同样好地通过同一材料。例如普通玻璃，只让波长不超过2.5微米的、很短的热线通过，而石英通过的波长达4微米。

紅外綫和可見光一样，在空間的传播是直線传播。紅外綫器件和裝置的作用距离在直視（几何能見度）范围以内，并可以近似地按下面的公式計算：

$$D_{\max} = 3.57(\sqrt{h} + \sqrt{H}) \quad (3)$$

式中 D_{\max} ——紅外仪器的最大作用距离（千米）

h ——紅外仪器在地面上的高度（米）

H ——被觀察物体的高度（米）

在公式中， D_{\max} 是最大可能的距离。紅外仪器的实际作用距离还决定于很多其他的参数：辐射源的功率、媒质吸收的大小、接收机的灵敏度等等。

在計算作用距离的时候，应当考慮到紅外綫并不繞过障碍物。因此，地形的各种起伏、建筑物、森林等，都是紅外綫传播的障碍。

實驗証明，在高于絕對零度*的任何溫度时，物体輻射一个电磁振蕩波譜，其中包括有紅外綫。这样，我們周围的一切物体、动物、植物，由于能把自身的某些热量发射到空間中，所以都是热辐射源（紅外辐射源）。

在軍事上我們所感兴趣的对象（工厂、热力站、舰艇、装甲車、坦克和飞机、射击中发热的武器筒等），照例会发出强烈的热辐射。物体在紅外綫譜段內辐射出的能量数值，决定于它們的各別特性，首先是决定于受热的溫度和其表面状况。

紅外辐射的波长也和物体的溫度有关。根据維拉迁移定律**，相应于最强辐射的波长与絕對溫度成反比，而且可以根

* 絶對零度——自然界可能达到的溫度的 最低极限（根据現在的数据，其数值如按百分温标計算，則为零下 273.16° ）。在絕對零度时，所有分子的无規則热运动将停止。

** 維諾迁移定律可用以确定，当辐射物体的溫度增高时光譜的成分發生的变化，此时光譜将向比較短的波长方面迁移。

据下面的著名公式来計算：

$$\lambda = \frac{2892}{T^\circ + t^\circ}, \quad (4)$$

式中

λ ——波长（微米）

T° ——絕對零度

t° ——摄氏溫度

溫度为 37°C 的人体发射到空間去的紅外綫，其波长的數量級主要为

$$\lambda = \frac{2892}{273 + 37} = \frac{2892}{310} = 9.33 \text{ 微米。}$$

根据人的紅外輻射，借助于專門的紅外仪器，可以在漆黑中發現他。

下表列出的是輻射体发送最大輻射能量时的大概溫度和波长。

輻射體	溫度（度）	波長（微米）
太阳	6000	≈ 0.5 (可見光)
噴氣式飞机发动机	1000	≈ 3.0
活塞式飞机发动机	750	≈ 4.0
沸水鍋爐	373	≈ 8.0

紅外綫以約 300,000 千米/秒的速度在空中由 輻射源向各方面传播。

大家知道，地球的气体外壳——大气——是由混合气体、水蒸汽及各种有机和无机来源的外来粒子所組成的媒质。紅外綫通过实际的大气的时候，将損失部分能量。这些損耗包括吸