# 短文选譯

# 通信和跟踪用的注入式光激射器系統

C. M. 约翰逊

目前注入式光激射器可以有利地用于一些通信問題上,并且会是担負空間任务的优良系統。可能作高精度 跟踪雷达也是极优越的,然而在这方面还需要做更多的工作。

人們从一开始认識光激射器系統,就认为它在点对点通信和精密目标跟踪中具有很大的可能性。 注入式光激射器本质上是一个半导体二极管,是目前实现这种系統的最簡单的方法。然而在概念的和实际的系統之間还存在着功率、带宽、調制和解調、頻率稳定、信号探測和噪声等一系列工程技术問題。

經过一年的注入式光激射器材料和基本特性的研究之后,一些有用的相干光源正在实驗 通信綫路中試驗。其应用有待于今后进一步改进器件。如在室溫下增加輸出功率,工作在可 見光波长,增强相干性。

光激射器通信——作为点对点通信系統傳輸极大信息量或者要求极保密的通信(或无干扰通信),光激射器系統要比无綫电系統优越得多。因为注入式光激射器效率高,直接电激励,調制容易。目前看来它比其它类型光激射器更适合于通信应用。

点对点通信中应該强調的是,光激射器系統作为广角或全向无綫电系統是不利的。对于一个通信綫,当接收机是受量子噪声限制的,天綫是受繞射限制的,所需要的发射机功率为:

$$P_{T} = \frac{16R^{2} \text{ hc B } \beta \lambda}{\pi^{2} D_{r}^{2} D_{R}^{2} \eta L_{a} L_{R}}$$
 (1)

[式中  $P_T$  是发射机峯值功率,R 是到目标的距离 (米),h 是普朗克常数,c 是光速(米/秒), $\lambda$  是輻射波长(米), $\eta$  是檢波器量子效率,B 是接收机視頻帶寬的二倍(赫),或 $\beta = 1/\tau$  ( $\tau$  是 观察时間), $D_\tau$  和  $D_R$  分別是发射和接收天綫的直徑(米), $\rho$  是信噪比或是受量子限制的檢波器的信号光电子数, $D_\tau$  是光学系統的傳輸因子, $D_\tau$  是大气的傳輸因子〕。

对于一定直徑的天綫,要求发射机功率随波长綫性增加,或相应地作用距离按
1/A增加。因此,对于在相同的发射机功率情况,光学系統的作用距离要比微波系統大一百倍。对于同样直徑的天綫,光頻天綫的束寬比微波天綫的束寬小几个数量級。因此,增加作用距离增大了探測和跟踪的困难。然而在許多情况探測和跟踪可以用目視或用变象系統,这就大大地克服了窄波束的困难。

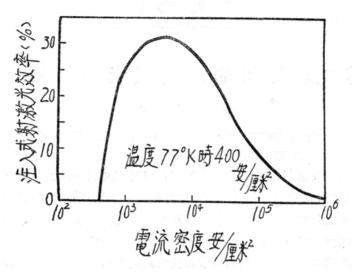
東寬\*——如果发射和接收東寬  $\phi_T$  和  $\phi_R$  保持不变,那么

$$P_{T} = \frac{\pi^{2} \text{ hC } \beta R^{2} (\phi_{T})^{2} (\phi_{R})^{2} B}{16\lambda^{3} \eta L_{a} L_{r}}$$
(2)

<sup>\*</sup> 譯者註 本段标題应写束寬,原文誤为带寬。

<sup>\*\*</sup> 譯者註 原文(2)式中分子漏写 B。

式中  $D^2 = (16/\pi^2)(\lambda^2/\phi^2)$  已代入方程(1)。



电流密度 安培/厘米° 图 1. 典型工作状态,电流密度由10³到10⁴安/厘米<sup>8</sup> GaAs 华导体激射器的計算效率达到最大值。

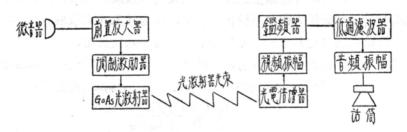


图 2. 用这个系統以脉冲頻率調制,发送4千赫的音頻信道。

这就不得不要求光学系統的发射机功率比微波系統的发射机功率大很多 :  $P_T \approx 1/\lambda^3$  。 因此,除非能有效地利用窄波束——即除非系統是受孔徑的限制而不是受波束的限制——与 微波系統比較光学系統要耗費极高的发射功率。

一般的說, 发射机的東寬和接收反射面的直徑都是光通信系統中控制的参数。因此; 对于受量子噪声限制的接收机, 把等式(1)改写成下列形式更为方便

$$P_{T} = \frac{P_{R} R^{2} (\phi_{T})^{2}}{D_{R}^{2} L_{a} L_{r}}$$
(3)

式中 
$$P_R = \frac{h c \rho B}{\lambda \eta}$$
 (4)

必須强調,对于最小的发射功率、发射波束角范圍应該保持小到平台的稳定度、和可用孔徑(天綫)的繞射限制所允許的范圍。接收天綫的角范圍(視場)可以做得大于孔徑的繞射范圍,而不損失天綫的增益(即不需要增加发射机功率)。但是,因为角范圍的增大使背景噪声增

加,接收机视場受到限制。

可用的信号——光外差接收現在不适宜用于通信系統,因为要求光学本机振蕩器的稳定度很高。此外,用編碼調制技术,光包綫檢波器趋近于量子极限灵敏度。

包綫型光接收机(光电倍增管)的最小可檢信号是[16]

$$P_{R} = \frac{h \nu \rho B}{\eta} \left[ 1 + \left\{ 1 + \frac{4K T_{o} (F_{v} - 1 + t_{e}) + 2\epsilon i_{D} R_{L}}{\epsilon^{2} R_{L} \rho B} \right\}^{\frac{1}{2}} \right]$$
 (5)

[式中 K 是波尔茲曼常数, $F_v$  是光檢波器后面的視頻放大器的噪声指数, $T_o$  是标準的参攷温度, $t_o$  是檢波器輸出电阻的归一化等效噪声温度, $\epsilon$  是电子的电荷, $i_o$  是檢波器輸出阻抗,以及 $\nu$  是信号頻率( $\nu$ = $\mathbf{c}/\lambda$ )]\*。

当系統带寬比較小或背景噪声或檢波器陪电流較大时, 最小的信号是

$$P_{R} = \frac{h \nu}{\epsilon \eta} (2 \epsilon i_{D} \rho B)^{\frac{1}{2}}$$
 (6)

在这种情况已經忽略了量子噪声,同时也忽略了后面視頻放大器的噪声。

如果增加系統帶寬,量子噪声相对于由方程式 (6) 給出的散彈噪声水平而增加。那么,除量子噪声外忽略所有的噪声后,由方程 (5) 就可以求得带寬。在这种条件下,由方程 (4) 来决定  $P_R$ 。

**脉冲系統**——对于給定的信道,噪声特性使脈冲系統能用来降低平均发射功**率。这些有** 利結果可由下式看出,

$$\mathbf{P}_{avg} = \mathbf{P}_T \, \tau \, \mathbf{f}_R = \frac{\mathbf{P}_T \, \mathbf{f}_R}{\mathbf{R}} \tag{7}$$

式中 $\tau$ 是胍寬及  $f_R$ 是胍突重复頻率。如果把方程式(6)的  $P_R$ 代入方程式(3),那么对于給定的信噪比所需要的发射功率正比于 $\sqrt{B}$ 。如果系統工作在胍冲状态, 那么这将相应于需要的峯值功率。如果把这个比例代入方程(7)。

$$P_{avg} \approx 1/\sqrt{B} \approx \sqrt{\tau}$$

因此,对于 f<sub>R</sub> 所确定的恆定傳輸速度 ,平均功率随脈寬 的減小而降低,直到接收机为量子噪声所限为止——即直到所需的最小功率是受每一脈冲的光子最少的个数所限,而不是受其他系統噪声的限制为止。达到这种情况,平均功率将与系統的带寬无关。

**发射机功率**——在效虑了上述所有因素的情况下,以受背景噪声限制的系統为基础,光通信系統所需要的平均发射机功率是

$$P_{avg} = \frac{f_r \phi_r^2 R^2}{L_a} \times \sqrt{\frac{4\rho h\nu b\omega \Delta\lambda}{\pi \eta D_p^2 L_z B}}$$
 (8)

式中 b 是背景輻射通量 (瓦/平方米/球面度—微米), $\omega$  是光接收机視場(球面度) 及  $\Delta\lambda$  是光頻帶寬度(微米)。

除了量子噪声之外,一切噪声源都可以忽略的时候,平均发射机功率是

$$P_{avg} = \frac{f_r \phi_r^2 R^2 h \nu}{D_R^2 L_a L_r} I_n \left( \frac{1}{1 - P} \right)^{**}$$
 (9)

式中 p 是探測儿率, 它是信号光电子数 ρ 的泊松分布函数

<sup>\*</sup> 譯者計: 原文誤为n=U/λ

<sup>\*</sup> 譯者註: 原文(9)式分子中漏写 R2。

$$P = 1 - e^{-\rho}$$
 (10)  
 $\rho = I_n \left( \frac{1}{1 - P} \right)$ 

亟

脈冲工作使包綫檢波系統达到量子灵敏度的极限。此外,为了在解調系統中能抑制附加 噪声,脈冲工作还可以采用象 pfm (脈冲頻率調制) 或 pem (脈冲編碼調制) 那样有效的調制 技术。同时,恆定的幅度脈冲調制使注入式光激射器在任何时候都能工作于最有效的电流电 平上。不仅脈冲調制有上述的一些优点,同时因为注入式光激射器的輸出光是輸入电流的綫 性函数,所以它还很适用于模拟幅度調制。

效 率——为了得到最佳效率,通过注入式光激射器的电流 I 必須超过關电流  $I_t$  (在这个值激射器开始工作)一个較大数值,但是不能在二极管里引起过度的損耗  $I^2$   $R_A$ ,这里  $R_A$  是二极管串联电阻。特別值得提一提的是注入式光激射器的效率。

$$\epsilon = \frac{\eta \beta \left( \mathbf{I} - \mathbf{I}_{t} \right)}{\mathbf{I} + \mathbf{I}^{2} \mathbf{R}} = \frac{\eta \beta \left( \mathbf{J} - \mathbf{J}_{t} \right)}{\beta \mathbf{J} + \rho \mathbf{L} \mathbf{J}^{2}}$$
(11)

式中  $\eta$  是光振盪的外效率, $\beta$  是与物质間隙寬度有关的轉換系数(对于 Ga As 来說, 大約是 每安 1.5 瓦),J 是电流密度, $\rho$  是物质的电阻率及 L 极板的厚度。 图 1 表示目前典型的注入式光激射器計算效率。假設 $\eta=0.4$ , $\rho=10^{-2}$  欧姆——厘米, $L=0.5\times10^{-2}$  厘米及  $J_t=400$  安/厘米<sup>2</sup>。电流密度在  $10^3$  及  $10^4$  安/厘米<sup>2</sup> 之間接近最高效率。

**注入式光**激射器系統——国际商业机械公司通信实驗室奈波尔(K. E. Niebuhr)和格林(R. C. Green)已經发展和測試了一个实驗性的注入式光激射器通信系統,图2,采用了脈冲頻率調制,发送4千赫的音頻信道。

調制綫路,图3,基本上是由一个充电时間可控的延迟綫构成。当延迟綫电压达到預定的电平时,置于綫端的四层半导体二极管导通0.1微秒,5 安的放电脈冲通过光激射器。延迟綫的充电时間,光激射器脈冲系列的頻率是由信号幅度通过可变电阻元件来控制的。該实驗中,光激射器发射机輻射0.2 瓦脈冲,平均重复頻率为12 千赫。調制器中的主要問題是調制器应与半欧(或更少)的光激射器阻抗相匹配。

光接收机包括一个小型接收望远鏡,一个4厘米的物鏡和一个可調的視場照射到 RCA 7102光电倍增管的光阴极上。光电倍增管輸出饋送給帶寬5兆赫的視頻放大器。視放的輸出脈冲又饋送至单周期多諧振盪器,它产生一个标準幅度及寬度脈冲,并送至低通滤波器。低通滤波器的輸出是音頻信号,它的幅度正比于脈冲复重頻率。

上述系統的光激射器如照片所示,它工作在液氮槽內,整个光激射器周圍有相当多的气泡,这些气泡应特別注意。虽然輸出信号脈冲輻度至少在100到1之間变化,但是沒有檢測出由于气泡而造成的調制失真。沒有任何附加光束成形光具,用的光激射器自然光束为1×15度(标称值),发射机和接收机都是用电池供电的。

沒有气泡和沒有大气衰減时,系統作用距离約1哩(把光激射器装在致冷剂外面的散热器上可以除消除气泡)。如果发射机光束減小到10<sup>-8</sup>×10<sup>-3</sup>弧度,接收机用2呎的接收天綫,作用距离将近600哩。

卫星通信綫——为了說明 Ga As 注入式光激射器工作系統的要求, 我們假設卫星和地面

站之間有一条带寬为5兆赫的通信綫。 低仰角时的最大斜距約为1,500 哩。 在这样的路徑上,波长为0.9 微米,預期大气傳輸为25%。在有自动跟踪設备里,最小发射机束寬約2×10<sup>-4</sup> 弧度。为了便于探測和跟踪,地面接收机必須有一个最小的視場,約为10<sup>-6</sup> 球面度。光滤波器的通带約为10埃(10<sup>-8</sup> 微米)是一个合理的实际假定,它給出了接收机整体光傳輸系数約为25%。在波长为0.9 微米时,光子能量 hv 是 2.2×10<sup>-19</sup> 焦耳,在这种波长,S<sub>1</sub>光阴极的量子效率是 3×10<sup>-3</sup>。在白天,天体輻射約为10 瓦/米²-球面度-微米,这是比較合理的数值。接收天綫的直徑可以大到5呎(1.5米),因为不需要天文上的那种精确度,也就是說,接收天綫基本上是一个信号收集器,而不是一个精密的信号鑑別器。对于5兆赫信息通道,为了保証适当的 Nyguist 取样, 脈冲調頻系統的脈冲重复頻率至少要 10 兆赫。 脈中寬度将假定为2毫微秒。

如果把上述数据代入方程式 (8),得到需要的平均发射机功率是 8 毫瓦。因为工作周期是  $2 \times 10^{-2}$  时,峯值发射机功率必須有 0.4 瓦。

假若将数字代入方程式(9)代替方程式(8), 并且假設探測概率是 0.999, 那么需要的平均发射机功率将变为 9 毫 瓦, 或 0.9 瓦峯值功率。因为发射机功率大于根据背景噪声計算出来的数值,量子噪声对系統的限制較小。

結果传送——卫星收集地面站的图象信号用的快速傳送系統,对于上述通信綫的特性来 說是一个配合得很好的应用。

这种系統要求信号带寬几百兆赫,数字調制看来最合适,因为在光頻范圍有較大的可用 带寬。要达到这种信息量,要求用极短的脈冲,接收机必須是量子噪声限制的,即使在相当 大的視場下,也必須如此。因此,地面站用一个大的、中等精度的接收天綫就可以了。

卫星跟踪可以用装置在跟踪台地面接收机上的光激射器信标来实现。除去它的譜綫寬度 較窄之外,地面信标还可以調制成編碼,以提供更高的鑑別率,使系統的工作更加安全可 靠。如果这种通信系統要求有 200 兆赫的带寬,而系統的其它参数与上例 5 兆赫带寬的要求 一样,那么所需要的平均发射机功率是 0.3 瓦。这样寬的带寬将要求比 5 兆赫信道更为复杂 的調制方案。

在1,500 哩 远, 2×10<sup>-1</sup> 弧度的发射机波束所对应的弧长仅只1,500 呎, 所以这种系統 具有高度的保密性。密云复盖或相当大的大气扰动都将干扰傳輸, 但是在云层最稀薄的地方 和在一年中可預报的时間, 仍可設地面站。同时还可使用多个地面站。

宇宙飞行員通信綫——另一种有可能的应用是星体和空間站之間的通信。在这种应用中,工作于可見譜范圍的注入式光激射器可作成一个极为紧凑而效率高的发射机,可以用目 視探測和跟踪。一个小型光电二极管,一个直徑为1厘米的透鏡和調解綫路即成为一个适用的接收机。

第三种应用是空間站不同部位之間的通信。如果空間站是由彼此連系不密切的几部份組成,这种应用則更有用。除去它的尺寸小,消耗功率低之外,这种系統将不与无綫电和微波通信綫干扰,也不与空間雷达站干扰。

上面的所有的应用, 利用現有的注入式光激射器和光学器件, 目前都可以实現。然而对

于带寬較大的情况, 注入式光激射器还不能在室溫下工作。即使目前在室溫下可以实現所要求的峯值功率, 但是要求的工作周期太长。

光激射器跟踪——光激射器跟踪系統的优点与普通雷达系統比較在于較高的角度分辨率 和速度分辨率。但是探測比較困难,除非能夠用人的眼睛。

光学系統和雷达系統可以通过分析雷达方程来比較,雷达方程包括光学系統在內。在很大程度上通信系統所做过的比較,对于雷达系統仍然适用。一个具有受量子噪声限制的接收机的光雷达系統,它的峯值发射机功率是:

$$P_T = \frac{\pi^2}{4} \frac{\rho \phi_r^2 \phi_R^2 R^4 hc B}{\sigma \lambda^3 \eta} = \frac{64}{\pi} \frac{R^4 hc B\lambda}{\sigma D_r^2 D_R^2}$$
(12)

式中 $\sigma$ 是目标的反向散射截面; 其它的量同方程式(1)中确定的。对于相同的带宽,相同的 檢波概率及固定的散射截面,由方程式(12)可知,所需的发射机功率正比于 $^{1}/\lambda^{3}$ 。这个結果暗 示出在所比較的波长范圍內,接收机具有相同的量子效率,例如,微波激射器和冷却的光电倍 增管。如果以天綫直徑而不是以束寬作为限制因素,那么光雷达比微波雷达更为有利  $P_{T}\approx\lambda$ 。

扫描——如果把具有相同天綫直徑的光扫描系統与微波扫描系統比較一下,根据方程式 (12)可以証明,在相同时間里,相同的探測能力下,对于相同立体角范圍所需要的平均发射 机功率  $P_{avg} = P_T \tau f_R \int 1/\lambda$  成正比。这个結果假設了光系統的脈冲重复頻率  $f_R$  是按照下面 关系增加的.

$$\frac{f_{R_0}}{f_{R_m}} = \frac{\lambda_m^2}{\lambda_0^2} \approx 10^{10}$$
 (13)

式中  $f_{Ro}$  和  $f_{Rm}$  分別是光系統和微波系統的脈冲重复頻率, $\lambda_o$  和  $\lambda_m$  是相应的波长。光系統的立体角分辨率好了  $10^{10}$  倍,但是重复頻率是不可能增加这么多倍的。

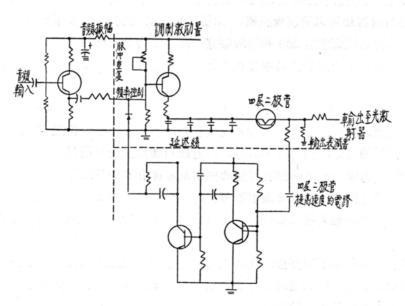


图 3. 当調制激励器中的四层二极管导通时,一个5安0.1徵移的原冲即加到注入式光激射器上。合成光激射际冲系列的頻率由音頻輸入幅度来控制。

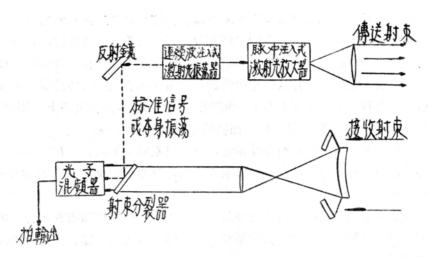


图 4. 相干光雷达有极高的灵敏度,但是視場受到限制。 各种系統可以用提供目标外形輪廓或图形表示。

比較实际的,重复頻率是由到目标的距离来决定的,并且对每个系統是固定的。在这种情况,扫描一个給定立体角所用的时間正比于 $\lambda_n^2/\lambda_o^2\approx 10^{10*}$ 。对于这样一种情况,光系統需要的功率只是微波系統的  $10^{-5}$  倍,而立体角分辨率却是微波系統的  $10^{10}$  倍,但是扫掠时間非常长。

**天綫**——通常,通信系統发射机束寬和接收天綫的直徑都是可以控制的参量。因此,把 方程式(12)改写成下列形式更为方便。

$$P_{T} = \frac{4\pi P_{R} R^{4} \phi_{r}^{2}}{\sigma D_{R}^{2} L_{z} L_{z}}$$
 (13)

对于受量子噪声限制的接收机式中  $P_R = h c \rho B/\lambda \eta$ 。当系統受背景噪声限制时,对于雷达的的情况,表示式又可以写成类似方程(8)的形式:

$$P_{T} = \frac{4 \pi R^{4} \phi_{r}^{2}}{\sigma L_{a}} \sqrt{\frac{4 \rho h \nu b \omega \Delta \lambda B}{\pi \eta D_{R} L_{r}}}$$
(14)

为了說明光跟踪对注入式光激射器的要求, 我們攷慮一个宇宙飞船在 50 哩外跟踪另一飞船的例子。設目标具有 100 米²的光散射截面(3毫米²的鏡面反射器),发射机束寬是  $10^{-4}$  弧度以及接收天綫的直徑是 2 呎,幷附有一个 10 埃的滤光片,則  $L_R$  将取为 25%。用  $S_1$  型光电倍增管檢波器,幷且 P=10,那么在波长为 0.9 微米时,需要的峯值功率将近 1 干瓦。

如果用高量子效率的相干接收机代替光电倍增管檢波器,那么上述系統的发射机功率可 以減少很多,例如,如果用連續波光激射器振盪信号作为光电混頻器的本振信号。如图 4 所 示,相干檢波是能夠实現的。

分辨率——高分辨率扫描系統可能用来繪出飞行目标的图象。此外,如果用相干多卜勒探測系統,則高分辨率光系統能夠給出旋轉速度。整个飞行目标的距离,接近速度以及精确的角度也都可以測出。

光類多卜勒測量系統的主要优点是精确和快速。目前,只有气体光激射器有足夠高的单 \* 譯者註: 原文課为 λ₀² /λm² ≈ 10¹°。

色性来做精确的多卜勒測量。虽然大多数光激射器比微波系統角度測量的精确度高几个数量 級,但是对精密多卜勒測量它們的单色性都还不夠。在波长为8,400埃时,每秒1呎的目标 速度产生 0.8 兆赫的多卜勒頻率。指望用 GaAs 光激射器来实現这样的綫寬是合理的。

多卜勒測时也是很重要的, 幷且对檢測的最小增量必須有足夠长的时間。例如, 如果要 測量的速度增量是每秒1呎, 那么光多卜勒頻率大約是1兆赫,而微波多卜勒頻率大約是100 赫。这样,用光学方法測量可在 10<sup>-6</sup> 秒,而微波則需要用 10<sup>-2</sup> 秒。

注入式光激射器还可以用于地面跟踪雷达,作为卫星的导航設备。在白天,宇宙飞行員 用标準光电变象管从地球背景里辨出一个发射0.1 焦耳脈冲, 波束为10-6 球面度的GaAs 光 激射器是足夠亮的。

目前,注入式光激射器已經达到发展的阶段,对于某些通信应用有着显著的优点。至于 雷达应用方面,在光系統有效地超过微波系統之前,注入式光激射器、波束扫描技术和混頻 技术都还有待于进一步发展。

- (1) M. I. Nathan, et al., Appl Phys Letters 1. p 64 1962.
- (2) R. N. Hall, et al, Phys Rev Letters 9, p 366 1962.
- (3) T. M. Quist, et al., Appl Phys Letters 1. p 91 1962.
  - (4) I. Meingaills Appl Phys Letters 2. p 176 1963.
  - (5) I. Melngaills and R. H. Rediker Appl Phys Letters 2. p 202, 1963.
  - (6) K. Weiser and R. S. Lvictt, Appl Phys Letters 2 p 178, 1963.
  - (7) Nick Holonyak, Jr., and S. T. Bevaqua. Appl Phys Letters 1. p 82, 1962.
  - (8) I. Melngaills, A. S. Strauss, R. H. Rediker Proc IEEE (Correspondence) 51 p 54 1963.
  - (9) R. J. Phelan, et al., Appl Phys Letters 3, p 143, 1963.
  - (10) M. Pilkuhn, H. Rupprecht, and J. Woodall Continuous Emission From GaAs Diode at 77°K IBM. Research Nate Nc-261.
  - (11) W. E. Engler, M, Fartinkel, Solid State Devices. E. Lansing, Mich, June 1963.
  - (12) G. Burns, et al, The Effect of Temperature on the Properties of GaAs Laser, Proc IEEE (Correspondence) 51, p 947, 1963. (13) T. M. Quist, et al, Appl Phys Letters 1 p 91, 1962.

  - (14) Recently abtained at IBM.
  - (15) P. P. Sorokin, et al, J. Appl Phys 34, p 2553, 1963.
  - (16) C. T. Me Coy, Space Communications Philes Report No 279, Nov 1958.

譯自 Electronics Vol. 36, № 50, (1963) p. 34 (王宏宇譯, 范果健校)

## 晶体与玻璃光激射器工作物质的制备(第2部分)

A. E. 帕拉笛诺

### 2. 恰克拉斯基生长法

佐尔福斯等人[16]首先发表了应用維納尔(Verneuil)方法和勃里季曼——斯托克巴克尔 (Bridgman-Stockbarker)方法生长大块的 CaWO4 晶体。后一种方法是把盛熔体的坩堝置于