General Physics CI) Geometric Optics 主要原理: (1)入解角等於反射角 (2) reciproal principle (光線可创反)

renl mage:在某二维表面上,單位面積三入射光子數之表面分佈

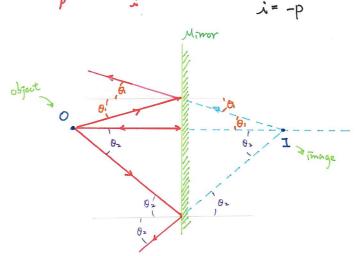
virtual image: 並非實際成像在一二维平面上,然因入射角度便看起來像在某二维平面成係之影像 (壓像)

物体部鎖子或透鏡之距離

程帽上,以正数表示物距及宣像之像距,以负数表示虚像之像距

(i) Plane Minors (中面镇)

物距等於像距 力由入射角等於反射角簡單得到



超将所有的反射 light ray 连伸至鏡後,則延伸的線 會邏聚於一點, 此點即為成像處工 對於鐵前之觀釋者,反射光之 light my 無見於位於鏡後主實體 點光源覆出之 light rays.

當有多面鏡子時,將虛像當作實体物件, 維續觀察之在其之後了之後 划成的歷像

(以) Spherical Minors (球面鏡) — 演面為球體表面之一部分

(四面鏡 (concave minor) — 習慣上 focal langth f 以正表表示 — 可放實或壓像

凸面鏡 (convex minur) — 習慣上, focal length f 以負數表了 — 只能成區像 由鎖心到焦點連續的長度

件持性:平行主軸之人射光,经反射後:歷歌《實点失 (屈息点法後位置, 距離為曲斗和一半点)

radius of curvature (由年半程) 曲率中心在镜前畸取正,曲率中心在镜後時取負

定義 {物高(object height): h — 物体到金黄子主軸之垂直距離 像高(image height): h'——像到金黄子主軸之垂直距離

侧向放大率(lateral magnification)=m 當像與物体《方向相同明全m为《正數

球面電道公式: C main equation for spherical mirror) > 1 + 1 = 1 (注意,此為小入射角逝以)

$$\begin{cases} |m| = \frac{h'}{h} \\ m = -\frac{\lambda}{p} \end{cases}$$

下。 無窮遠處光線 湿泉的黑色

當之為正數、像為實像、與物件處於鏡上之同例。 後數、像為區緣、與物体配於鏡子之見例

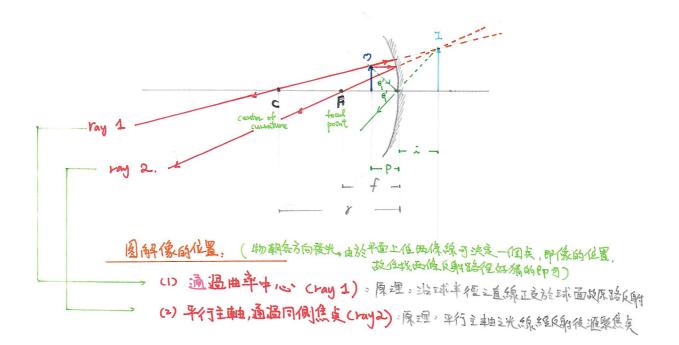
General Physics (I) Geometric Optics

Application of the main equation for spherical mimor:

Concave Minon

(A) object inside focal point (生物体通色镜面距離小於住距)

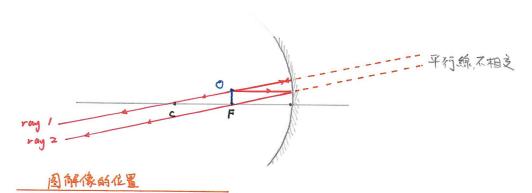
f>p>0 = 1-1-p<0 = 成放大正立版



(B) object at focal point (物距等故隐距)

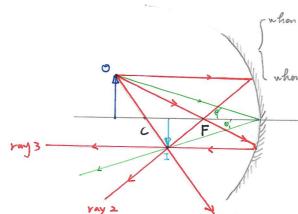
 $f = 0 \Rightarrow \frac{1}{\lambda} = \frac{1}{f} - \frac{1}{P} = 0 \Rightarrow \lambda \longrightarrow \infty$ 成區像在無窮這處.

(家無具體主義)



- (1) 通温曲率中心 (ray 1)
- (2) 平行主軸, 通過同侧健复 (ray 2)

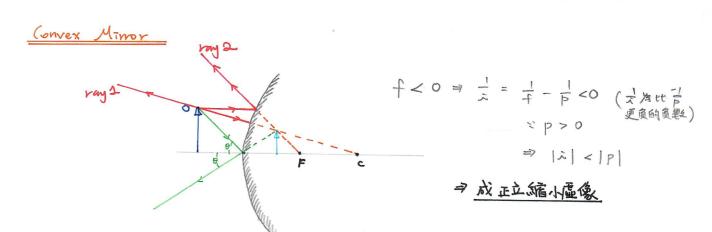
(C) object outside focal point (物色大於像區)



当 入 < xf 當物配大於曲率半徑, 成縮小實像於曲率中心以內

- 图解像的位置
 (1) 通超曲率中心 (ray 1)
 (2) 平行主軸, 通過同側使复 (ray 2)
 (3) 通過同側使复,平行主軸 (ray 3) 原理 { reciprocal principle 2. 平行主軸之关線 渔聚 於信桌

由以上例子可看出,實像位於光線之支矣。區像位於光線的治血線之支矣



图解像的位置

- (1) 通過曲率中心 (my 1)
- (2) 平行主軸, 直遇異側儘東 Cray 2)
- 必由物出後,支於鏡面主軸,依入射角等於反射角繪之光線或其沿伸線(即上面图中绿線) 亦必然通過像,然而此線一般在知道像的位置之前較難很于盡出, 畫了此線之後,則可用相似三角秒的原理證明 加二一合

(W) Spherical Refracting Surface (或粉析射面)

4的体配於 index of refraction 写 N. 的介質中, 射入 index of refraction 为 N2,表面形状为

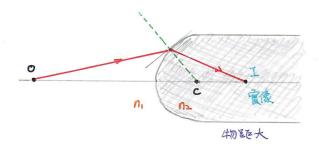
一曲率半径と取正数

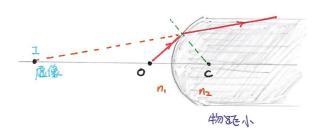
米盛介質部分(即n較大的一題)形狀為凸

(A)由光弧介質入身寸

物距大码在物体主要侧成震像,物距小时在物体间侧成虚像 (在何種距離) 信成 夏或屋像由折射率之差别决定,即看长额通路

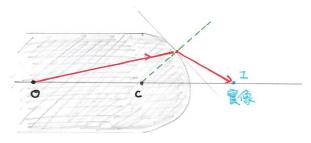
介面後具層豐倉偏折多少)原理: Snell's low

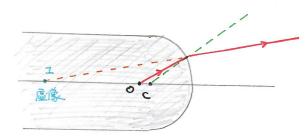




(B) 由长密介質入身

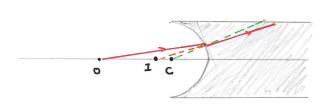
物距大時在物体主異侧成良像,牛加延小時在物体之同侧成座像

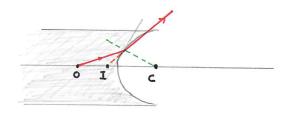




火密介值等分形状为凹

5. 鱼豆在物體目側成區像





(iv) Thin Lenses (薄透鏡)

中西個新射鏡組成,並且此西鏡三主軸重急

converging lens:平行主動之入射光遍遊鏡子後收束 diverging luns:平行主軸之入射光遍遊鏡子後養養

thin lens: thrickness is much smaller than { 1. object distance 2. image distance 3. radio of curature of the two surfaces of lens. if { 1. the index of refraction is n, surrounded by medium with Namedium 2. the radius of curvature of the lass' { neaver further surfaces care { r. }

3. the incident light my makes small angles with the \$\Pi\text{1} \text{\$\frac{1}{2}\$} \

· Ins maker's equation (造蹟者公式)

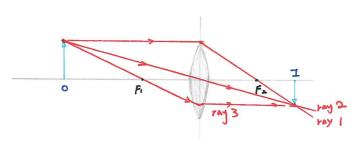
$$\frac{1}{f} = \left(\frac{n}{n_{\text{medium}}} - 1\right) \left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2}\right)$$

Lo 焦距:凸透鏡:平行主軸之射失交往之位置鄉鏡心之距離/凹透鏡:平行主軸之入射光、通過透鏡後, 一 X lens equation (透鏡公式) 取正值 相反於光速度的之治伸線交會之 职正值 位置與鉄心三距離

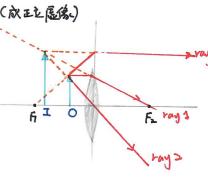
傾向放大率 (lateral magnification): $\begin{cases} |m| = \frac{h}{h} \\ m = -\frac{\lambda}{0} \end{cases}$

图解像的位置

凸面镜物在急发以外 (成分之宣传)



也而镜物在焦臭以内 (放正之层缘)



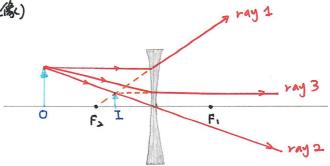
二選二取交會處。 ray 1: 平行主軸, 通過复復, 焦點

ray 2: 通過鏡心不折射

ray 3: 通過同個個黑点平行主通由

General Physics (II) General Optics

凹透鏡(放正立區像)



三選二找交點:my1:平行主軸通過同侧鎮

rm 2: 通路鐘心不折射

ray 3: 通過異例供失.平行主单由

益錄組.

將前一遊鐘三像禮成下一透鐘之物,依 lens equation依序計質最終像的位置、總 lateral magnification M为名别 lateral magnification 之來積、地只有兩遊鏡時 M = M, M, 简如为 { 正製時最終之成像为 { 正 文.

水石四面反射鏡、四四折射面及薄透鏡的例子中室證明透鏡的首只需利用、入射局等於反射局、 Snell's law , 及其它三角函數定理。 詳證明是 Halliday ed. 12th 課本 § 34-6