

Astronomical Optics

第1回

6/20 長谷川

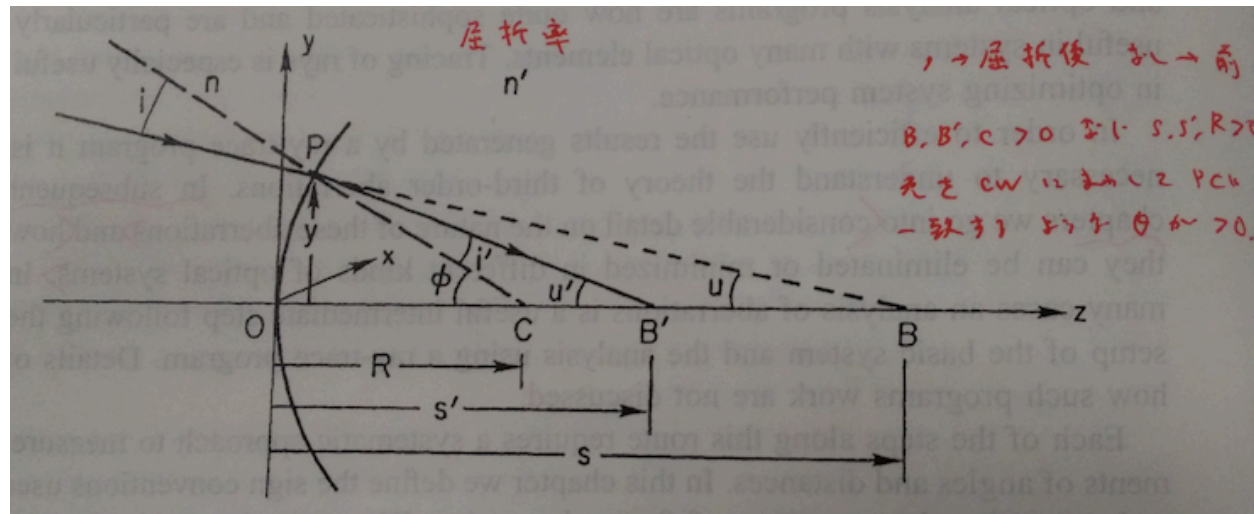
2.0 光学系(Optical System)のAnalysis

- レイアウト
 - レンズ・鏡・プリズム・格子...
- 光学系を記述する量
 - 焦点距離・倍率・瞳位置...
- 光路の追跡、収差の計算(by コンピュータ)
- ray-trace prog. → 3rd-order aberration の理解
- 以降、収差の性質、収差をどう減らすかを念頭に置く

2.1 符号のつけ方

- 右手系、 z 軸=光学軸
- 入射光:左から右
- 屈折率: n 、 n'
- PC:入射点での球面の方線
- 光と光軸のなす角: u 、 u'

符号のつけ方



- 図2.1において、
符号の決め方は
以下;

- C, B, B' が原点より右側なら、 $R, s, s' > 0$
- 光軸より上方向の点-光軸間の距離 > 0
- $u \rightarrow$ 光路を CCW に回して光軸に一致させたときの動かし角 > 0
- $i \rightarrow$ 光路を CW に回して線 PC に一致させたときの動かし角 > 0

- こうすると、反射・屈折を同じように扱える

2.2 屈折について : 近軸近似(1次近似)

- 光が光軸(z軸)に近く、ほぼ水平という近似
- $\rightarrow i, i', \phi, y \ll 1$ 、 $\sin\theta \sim \tan\theta \sim \theta$ (近軸近似)
- このとき、Snell's lawは

$$n \sin i = n' \sin i' \longrightarrow ni = n' i'$$

- $i + u = \phi$ より、

$$n' u' - nu = (n' - n)\phi$$

- $\sin\phi \sim \phi = y/R$ (u, u' についても同様)なので、

$$\frac{n'}{s'} - \frac{n}{s} = \left(\frac{n' - n}{R} \right)$$

2.2.a パワー(屈折力)

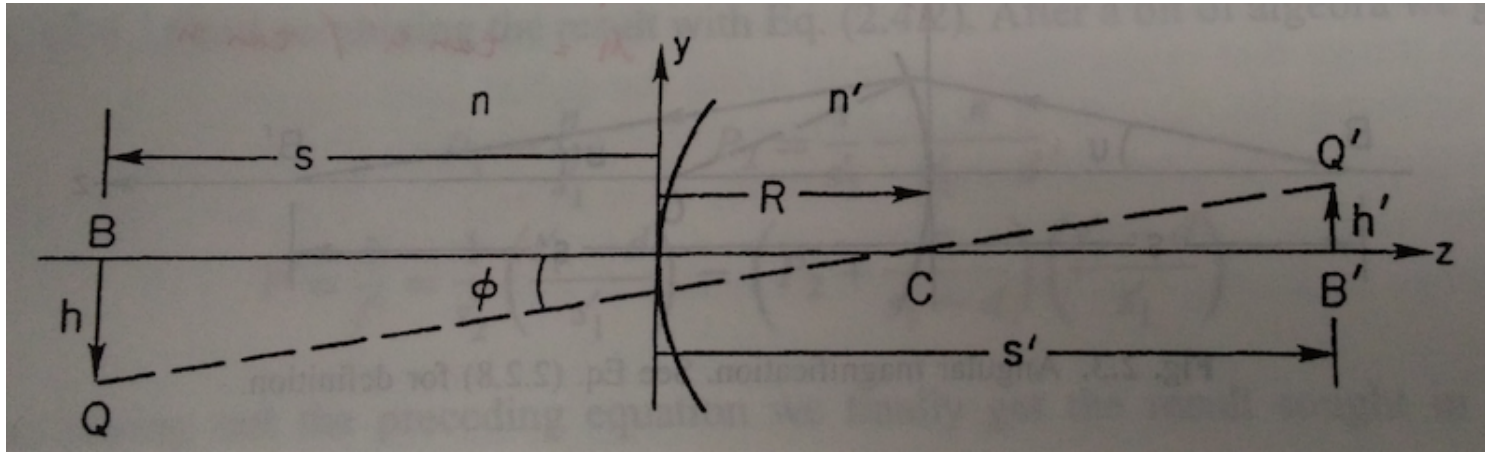
- (2.2.4)は環境・屈折表面のみの関係式
→パワーPを用いるのがよい

$$\frac{n'}{s'} - \frac{n}{s} = \frac{n' - n}{R} = P = \frac{n'}{f'} = -\frac{n}{f}$$

→1つの屈折面の光学系に対するガウス光学

- Pは光が逆行(右から左)する場合でも、 n と n' 、 s 、 s' を入れ替え、 n と n' を負にすることで、不変である。

パワー(cont'd)



- (2.2.5)は y によらない \rightarrow 近軸近似の下、任意の(屈折なしで B を通る)光に適用可
- 光源点、結像点(図の Q, Q')が光軸上にない場合にも適用可(図2.2)
- このとき、軸 QCQ' が図2.1の軸 PC と同様の役割、 Q と Q' が共役点

2.2.b 倍率

- 図2.2から、倍率 m を、物体の高さと像の高さの比と定義：

$$m = h' / h$$

$$h' = -(s' - R) \tan \phi$$

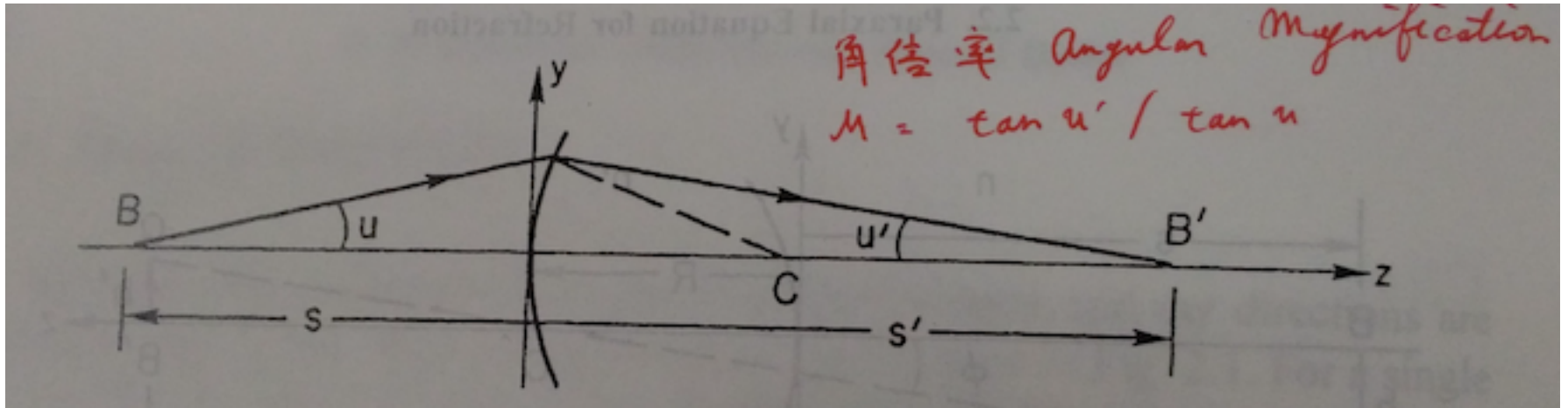
$$h = -(s - R) \tan \phi$$

- 近軸近似の下では

$$m = \frac{h'}{h} = \frac{s' - R}{s - R} = \frac{ns'}{n's}$$

- 図2.2では、 $s', R > 0$ で $s, \phi < 0$ なので、 h と h' は逆符号、よって倍率は負、このとき、**倒立像**
 - 倍率が正のときは正立像

倍率(cont'd)



- 図2.3から、角倍率Mを定義: $M = \tan u' / \tan u$
- 図2.3では、

$$M = \frac{\tan u'}{\tan u} = \frac{s}{s'} = \frac{n}{n'm} = \frac{nh}{n'h'}$$

倍率(cont'd)

- また、上式から、

$$nh \tan u = n' h' \tan u' \equiv H$$

$$\xrightarrow{\text{paraxial approx.}} n h u = n' h' u'$$

エネルギー保存則より、Hは屈折の前後で一定
(Lagrange invariant)

- ある光学系が、一様放射する光源から集める全フラックスは、 H^2 に比例する

2.3 反射について

- 反射についての近軸近似

$$i = \phi - u$$

$$i' = \phi - u'$$

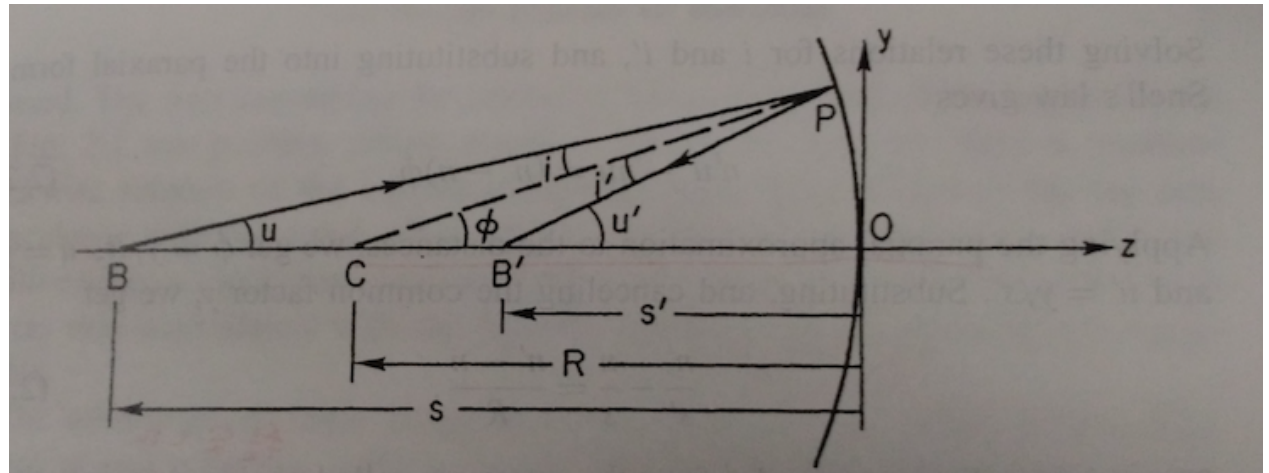
$$\phi = \frac{y}{R}$$

$$u = \frac{y}{s}$$

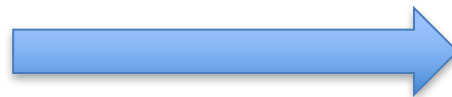
$$u' = \frac{y}{s'}$$

and,

$$i = -i' \text{ (反射の法則)}$$



Sign Convectionから、 $s, s', R, i, \phi, u, u' < 0$ 、 $i' > 0$



$$\frac{1}{s'} + \frac{1}{s} = \frac{2}{R}$$

反射について (cont'd)

- (2.2.4)と同じく、(2.3.1)は任意の物体の配置に対して適用可能(符号の定義が適切ならば)。
- 反射の法則は、屈折に関するSnell 's lawから直接従う。

つまり、(2.2.5~7)で $n=-n'$ とおく(光の進行方向が変わるため)と、 $i=-i'$ 。そして、

$$\frac{1}{s'} + \frac{1}{s} = \frac{2}{R} = -\frac{P}{n} = \frac{1}{f} = \frac{1}{f'} \quad m = -\frac{s'}{s}$$

を得る。

反射について (cont'd)

- ここで、(2.3.2)から $P > 0$: 凹面鏡、 $P < 0$: 凸面鏡
 P は光の方向によらず定数(他は符号かわる)
- $n < 0$ (負の屈折率)は、単に右から左へ光が進むことを意味する
- 光の進行方向によらず、凹面鏡では $f > 0$ 、凸面鏡では $f < 0$ とすると便利 (だが、strict sign conventionをこわす)
- (s, s', R に関する sign convention は常に保たれる)