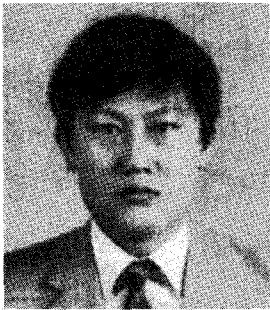


# 광학개론 (11)

## 〈일차광학〉



정해빈 부설연구소

삼양광학공업 (주)

### 16. 일차광학

일차광학(first order optics)이란 스넬의 법칙  $n \cdot \sin i = n' \cdot \sin i'$ 에서  $n \cdot \sin i \cong i$ ,  $\sin i' \cong i'$ 으로 그 1차근사만을 취할 때에 성립하는 광학으로 이와 같은 광학계는 수차가 없는 이른바 완전한 광학계가 된다. 이러한 일차광학으로 설명할 수 있는 것은 총공액거리(total conjugate length), 초점거리, 후초점거리, 전초점거리, 플렌지 백, F-넘버, 배율 등이 있다.

#### 16.1 용어설명

초점거리와 후초점거리에 대해서는 이미 설명한 바 있으므로 그 이외의 용어에 대해서만 설명하겠다.

① 총공액거리(total conjugate length) : 두 점이 어떤 광학계에 대해서 물체와 상의 관계에 있을 때, 이 두 점을 공액점(conjugate points)이라 하고 이 두 점간의 물리적인 거리를 총공액거리라 한다. 이 값은 복사기와 같이 물체면과 상면간의 거리가 정해져 있는 광학계에서 특별히 의미를 갖게 된다.

② 전장(全長; overall length) : 광학계를 구성하는 첫번째면의 정점에서 맨 끝면의 정점까지의 길이이다. 이 값은 결국 광학계가 필요로 하는 최소의 길이이며 실제의 광학계 유니트의 길이는 경통 등으로 인해 다소 길어지게 된다.

③ 전초점거리(front focal length) : 제1초점으로부터 광학계 첫번째면의 정점까지의 거리를 전초점거리라 한다.

④ 플렌지백(flange back) : 광학계를 감싸고 있는 경통(barrel)이 있을 경우 이 경통상의 기준면에서 상면까지의 거리를 플렌지백이라 한다. 후초점거리가 광학적으로 의미있는 값이나 광학면의 정점이 어디인지를 정확하게 알기 어려워서 실제 제작시에는 도움이 안되므로 손쉽게 기준면을 알 수 있는 플렌지백이 사용된다.

⑤ F-넘버(F-number) : 초점거리를 빛을 받아 들일 수 있는 유효직경으로 나눈 값이다. 이 값이 작을수록 그 광학계의 상대구경은 큰 것이 된다.

⑥ 배율(magnification) : 상의 크기의 물체 크기에 대한 비의 값으로 표현되며, 또한 상거리

의 물체거리에 대한 비로도 구할 수 있다. 이값은 접사 촬영시 주요한 제원이 되므로 접사기구가 붙은 렌즈에 표시되며, 복사기와 같은 광학계에서는 아주 중요한 제원이 되므로 반드시 표시된다.

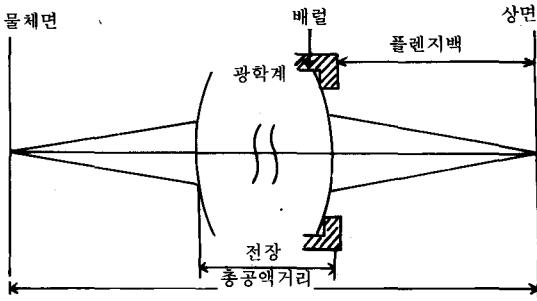


그림 16-1 총공액거리, 전장, 플렌지백

## 16.2 불변량

어떤 한 광학면을 기준으로 그 광학면의 전후에서 어떠한 광학량이 일정한 양으로 되어 변하지 않을 때 이 양을 불변량(invariant)이라 한다.

### 16.2.1 아베의 불변량

어떤 구면에서 근축광선에 의해 굴절이 일어나는 경우를 살펴보자. 그림 16-2에서 O는 물체점이고, O'는 O에 대한 가우스 상점이다. 즉, O'는 O에 대한 이상적인 상점이라 할 수 있다.

스넬의 법칙을 sine값에 대한 1차근사만을 취해서 나타내보면,

$$n' \cdot i' = n \cdot i \quad (16-1)$$

로 나타내진다. 부호에 관한 규약을 상기하면서  $i'$ 와  $i$ 를 다른 각도들로 나타내보면,

$$i' = \alpha - u' \quad (16-2)$$

$$i = -u + \alpha \quad (16-3)$$

임을 알 수 있다. 이러한 사실을 이용하여 (16-1)식을 다시 써보면,

$$n'(\alpha - u') = n(\alpha - u) \quad (16-4)$$

이 된다. 이때,

$$u = \frac{h}{\ell} \quad (16-5)$$

$$\alpha = \frac{h}{r} \quad (16-6)$$

$$u' = \frac{h}{\ell'} \quad (16-7)$$

이므로 이 식들을 (16-4)식에 대입해주면,

$$n' \left( \frac{h}{\ell'} - \frac{h}{r} \right) = n \left( \frac{h}{\ell} - \frac{h}{r} \right) \quad (16-8)$$

$$n' \left( \frac{1}{\ell'} - \frac{1}{r} \right) = n \left( \frac{1}{\ell} - \frac{1}{r} \right) \equiv Q \quad (16-9)$$

이 되는데, 이때 이 Q값은 굴절의 전후에 있어서 변하지 않으므로 불변량이 된다. 이 Q값을 아베의 불변량(Abbe's invariant)이라 하고, 이 불변량을 이용하여 물체의 위치로부터 공액인 상의 위치를 구할 수 있고, 이러한 과정을 각각의 광학면에 대하여 반복해주므로써 전체 광학계에 대한 상의 위치를 구할 수 있게 된다.

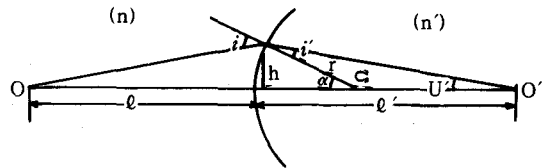


그림 16-2 아베의 불변량

### 16.2.2 라그랑주의 불변량

실제로 물체와 상의 관계를 다룰 때에는 물체와 상의 위치뿐만 아니라 광축에 수직한 물체와 그와 공액인 상간의 크기의 비, 즉, 횡배율도 문제가 된다.

그림 16-3에서 C는 광학면의 곡률중심, O와 O'은 각각 물체점과 공액인 상점이다. 이제 C점을 중심으로 하여 광축을 미소한 각도만큼 회전시키고 회전후의 O와 O'에 대응하는 점을 각각 P, P'이라 하자. 이때 P와 P'은 물론 공액인 관계에 있게 된다. 이때 물체가  $\overline{OP}$ 로 나

타내어진다.  $\overline{OP'}$ 이 이에 공액인 상이 되므로, 이들의 길이를 각각  $\eta, \eta'$ 으로 나타내면 기하학적인 관계의 횡배율(transverse magnification)  $\beta$ 는 다음과 같이 나타내어진다.

$$\beta = \frac{\eta'}{\eta} = \frac{\ell' - r}{\ell - r} \quad (16-10)$$

한편, 앞서 말한 아베의 불변량으로부터

$$n' \left( \frac{\ell' - r}{r \ell'} \right) = n \left( \frac{\ell - r}{r \ell} \right) \quad (16-11)$$

이 되므로

$$\frac{\ell' - r}{\ell - r} = \frac{n \ell'}{n' \ell} \quad (16-12)$$

이 된다. 따라서 이 결과를 (16-10)식의 우변에 대입해주면,

$$\beta = \frac{\eta'}{\eta} = \frac{n \ell'}{n' \ell} = \frac{n \left( \frac{h}{\ell} \right)}{n' \left( \frac{h}{\ell'} \right)} = \frac{n u}{n' u'} \quad (16-13)$$

이 된다. 따라서 이 식으로부터

$$n' u' \eta' = n u \eta \equiv H \quad (16-14)$$

가 얻어지는데, 이 역시 굴절의 전후에서 변하지 않는 양이다. 이 양을 라그랑주의 불변량(Lagrange's invariant)이라 한다. 이 불변량은 물체의 크기를 알고, 어떤 광학면에 의한 상의 크기를 구하고자 할때 흔히 사용되는 값이다.

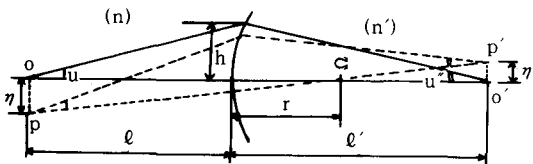


그림 16-3 라그랑주의 불변량

### 16.2.3 헬름홀츠의 불변량

헬름홀츠의 불변량(Helmholtz's invariant)은 라그랑주의 불변량의 유한광학적 표현이라고 볼 수 있다. 즉(16-14)식에서

$$\mu \rightarrow \tan \mu \quad (16-15)$$

$$\mu' \rightarrow \tan \mu' \quad (16-16)$$

로 놓은 것으로  $\tan \mu \cong \mu, \tan \mu' \cong \mu'$ 으로 근사할 수 있으므로 결국 이 말은 근축광학적인 표현을 유한광학적인 것으로 바꾼 것을 의미한다. (16-14) 식을 다시 써주면

$$n \eta \tan \mu = n' \eta' \tan \mu' \quad (16-7)$$

이 된다

### 16.3 불변량과 배율

라그랑주의 불변량으로부터 횡배율  $M_T$ 는

$$M_T = \frac{\eta'}{\eta} = \frac{n u}{n' u'} \quad (16-18)$$

로 주어지며, 이것을 다시 써주면,

$$M_T = \frac{\eta'}{\eta} = \frac{n \ell'}{n' \ell} \quad (16-19)$$

로 나타내진다. 또한 헬름홀츠의 불변량을 써서 횡배율을 나타내주면,

$$M_T = \frac{\eta'}{\eta} = \frac{n \cdot \tan \mu}{n' \tan \mu'} \quad (16-20)$$

로 주어진다. 이때  $M_T$ 는 부호를 갖게 되며, 독립상일 때 (-)의 부호를 가지고, 정립상일 때 (+)의 부호를 갖는다.

횡배율은 광축에 수직하고 서로 공액인 물체면과 상면에서 광축에 수직한 방향에서의 상크기와 물체크기간의 비라고 할 수 있다. 평면인 필름상에 상이 기록되는 일반적인 카메라에서의 횡배율로 나타내지게 된다.

$$n' \left( \frac{1}{\ell'} - \frac{1}{r} \right) = n \left( \frac{1}{\ell} - \frac{1}{r} \right) \quad (16-21)$$

$$\frac{n'}{\ell'} - \frac{n}{\ell} = c(n' - n) = k \quad (16-22)$$

가 얻어지게 되는데, 렌즈의 굴절능(refractive power)  $k$  값이 일정하다고 할 때, 물체거리  $\ell$  과 상거리  $\ell'$ 의 미소한 변화  $\Delta \ell$  과  $\Delta \ell'$  사이에는

$$\frac{n'}{\ell'^2} \Delta \ell' = \frac{n}{\ell^2} \Delta \ell \quad (16-23)$$

의 관계식이 성립한다. (16-23)식의 양변에  $h^2$ 을 곱해주면,

$$n' \cdot \left(\frac{h}{\ell'}\right)^2 \cdot \Delta \ell' = n \left(\frac{h}{\ell}\right)^2 \Delta \ell \quad (16-24)$$

$$n' \cdot u'^2 \cdot \Delta \ell' = n \cdot u^2 \cdot \Delta \ell \quad (16-25)$$

이 된다.

이때  $\Delta \ell$ 은 광축방향으로  $\Delta \ell$ 만큼의 길이를 갖고 놓여 있는 것을 의미하고,  $\Delta \ell'$ 은 이와 공액인 상의 길이를 물체의 광축방향의 배율, 즉 종배율(longitudinal magnification)  $M_L$ 은

$$M_L = \frac{\Delta \ell'}{\Delta \ell} = \frac{nu^2}{n'u'^2} \quad (16-26)$$

이 된다.

필름과 같이 상이 평면상에 기록되는 경우에는 종배율이 의미가 없으나 광학결정에 입체적인 홀로그램을 기록하는 경우와 이 기록매질이 입체성을 띄는 경우에는 횡배율과 함께 이 종배율이 중요한 의미를 가지게 된다.

또 하나의 특수한 경우로서 무초점계(afocal system)를 들 수 있다. 무초점계란 광축상의 무한히 먼 거리에 있는 물체로부터 나온 광축에 평행한 광선이 어떤 광학계를 통과한 후 다시 광축에 평행하게 나아가갈 때 이 광학계를 무초점계라 한다. 각종 망원경은 무초점계의 대표적인 예이다.

무초점계는 상을 맺지 않으므로 앞서 말한 횡배율이나 종배율을 구할 수 없다. 이러한 무초점계는 대부분 망원경으로 사용되므로 상을 인식하는 최후의 수단은 사람의 눈이 된다. 그런데 사람은 물체의 크기를 그 시각(視角; 사람의 눈이 어떤 물체를 바라볼 때, 그 물체의 양끝점이 사람의 눈에 대하여 이루는 각도)의 크기로서 파악하게 되므로 무초점계 자체로서는 상을 맺지 않더라도 시각을 크게 해주면 사람은 그 물체를 확대된 상태로서 보게 된다. 이와 같이 시각의 비로서 구해지는 배율이 각배율(angular magnification)이다.

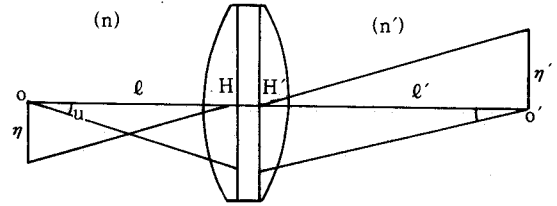


그림 16-4 횡배율

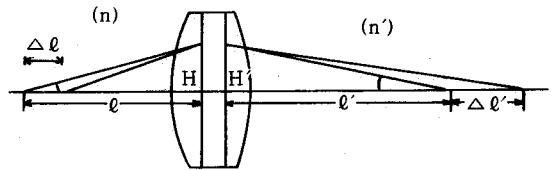


그림 16-5 종배율

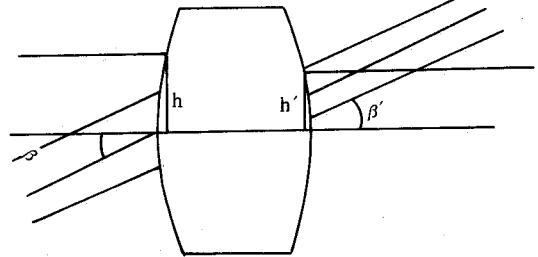


그림 16-6 무초점계와 각배율  
라그랑주의 불변량으로부터

$$\begin{aligned} nu\eta &= n \cdot \frac{h}{\ell} \cdot \eta \\ &= nh \cdot \frac{\eta}{\ell} \\ &= nh\beta \end{aligned} \quad (16-27)$$

가 유도된다. 따라서

$$nh\beta = n'h'\beta' \quad (16-28)$$

이 성립한다. 이때 각배율  $M_A$ 는

$$M_A = \frac{\beta'}{\beta} = \frac{nh}{n'h'} \quad (16-29)$$

이 된다. 이대 공기중에서는  $n=n'=1$ 이 되므로 (16-29)식을 써주면 다음과 같다.

$$M_A = \left(\frac{h}{h'}\right) \quad (16-30)$$

실제로 망원경의 배율을 측정하는 경우에는 대물렌즈의 구경(16-30식의  $h$ 식에 해당)과 이에 대응하는 출사동의 구경(16-30식의  $h'$ 에 해당)을 측정하여 이들간의 비를 구함으로써 배율을 결정하는 방법을 사용하고 있다.