



การเกิดของภาพ

เครื่องมือที่ใช้ในทางแสงมีอยู่หลายชนิด แต่ที่สำคัญและใช้ประโยชน์มาก ก็คือเลนซ์
 กระจกโค้ง ปริซึม เกรตติ้ง (grating) แต่อุปกรณ์ที่จะนำมาทดสอบในที่นี้ คือ เลนซ์ซึ่งใช้
 สำหรับรวมแสงให้เกิดภาพใด ๆ ที่ต้องการ หน้าที่โดยทั่วไปของเลนซ์ ซึ่งส่วนใหญ่ใช้ในกล้อง
 ชนิดต่าง ๆ เช่น กล้องถ่ายภาพ กล้องจุลทรรศน์ กล้องโทรทรรศน์ ฯลฯ หน้าที่ของเลนซ์เหล่านี้ก็คือ
 ทำให้ภาพของวัตถุที่อยู่ห่างออกไปให้เกิดบนระนาบ ที่วางตั้งฉากกับแนวแกนของแสง ดังนั้น
 ภาพที่ไม่มีความโค้ง (Flat field) จึงเป็นเรื่องสำคัญสำหรับการถ่ายภาพ โดยปกติเลนซ์
 ใกล้วัตถุของกล้องโทรทรรศน์ (Telescope objective) หรือของกล้องจุลทรรศน์
 (Microscope objective) ไข้วของใกล้สุดและใกล้สุดตามลำดับ เราสามารถ
 เปลี่ยนทางยาวโฟกัสได้โดยที่ภาพไม่มีความคลาดโค้ง (Curvature of field) มากเกิน
 ไป เมื่อดำเนินการด้วยกล้องจุลทรรศน์ หรือโทรทรรศน์ต้องใช้เลนส์ใกล้ตา (eye piece) ช่วยด้วย
 ในการที่จะให้ภาพที่ไม่มีความโค้ง (Flat field) เลนส์ใกล้วัตถุของกล้องโทรทรรศน์มีมุม
 กว้าง $2^{\circ} - 6^{\circ}$ เลนส์ใกล้วัตถุของกล้องจุลทรรศน์มีมุมกว้าง $3 \frac{1}{2}^{\circ}$ แต่ทั้งกล้องโทรทรรศน์และ
 กล้องจุลทรรศน์ทำงานโคที่ระยะสังยุคจำกัด (definite conjugate) เลนส์ถ่ายภาพต้อง
 ก็พอสำหรับทุกจุดที่แสงมารวมกันเกิดภาพ รวมทั้งภาพนอกแกน ซึ่งต้องถ่ายภาพได้ชัดถึง
 $25^{\circ} - 45^{\circ}$ นอกแกน ในกรณีของเลนส์มุมกว้าง (wide angle lenses) ตามทฤษฎี
 เลนส์ถ่ายภาพไม่ควรมีความคลาดทรงกลม (Spherical aberration) ความคลาดสี
 (Chromatic aberration) ความคลาดเนื่องจากวัตถุอยู่นอกแกน (Coma) แอสติคมาติซึม
 (Astigmatism) ความบิดเบี้ยว (Distortion) และภาพตอ้งไม่โค้ง ต้องใช้เวลาถ่าย
 สัมมีความลึกชัดของภาพและวัตถุ (Depth of focus, depth of field) มาก มุม
 ของการมองเห็นกว้าง เลนซ์ที่ใช้ในงานจริง ๆ ที่มีคุณสมบัติเหล่านี้ทุกประการหาได้ยากมาก
 อาจจะมีข้อบกพร่องข้อใดข้อหนึ่ง การแก้ไขข้อบกพร่องเหล่านี้ ทำให้ภาพที่ได้ดีขึ้น

ส่วนพวกชื่อทางเทคนิค (Technical term) ที่กล่าวมาแล้ว มีรายละเอียดดังนี้

หน้ากล้อง (Aperture ratio)

ตัวเลขที่เขียนไว้บนเลนส์ของกล้องถ่ายรูป เช่น 2, 4, 5.6, 8, ... นั้น เป็นความสัมพันธ์ระหว่างรูรับแสง (Aperture) กับทางยาวโฟกัสของกล้อง หรือคืออัตราส่วนของเส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสงกับทางยาวโฟกัส เช่น $F/2$, $F/5.6$, $F/11$ หมายถึงเส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสง เป็น $\frac{1}{2}$, $\frac{1}{5.6}$, $\frac{1}{11}$ ของทางยาวโฟกัส หรือบางที่เรียก stop number คำนี้อาจจะตรวจสอบได้โดยการวัดทางยาวโฟกัสของเลนส์ทั้งระบบกับเส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสงที่ค่าหน้ากล้องต่าง ๆ

เวลาเปิดหน้ากล้อง (Time of exposure)

เราวัดเป็นเศษส่วนของวินาที เช่น $\frac{1}{10}$, $\frac{1}{25}$, $\frac{1}{60}$, ... $\frac{1}{1000}$
เพื่อให้ได้ความเข้มบนฟิล์มหรือฉาก เหมาะสมกับชนิดของฟิล์ม และให้ได้รูปชัดแจ่ม
สวยงาม ฉะนั้นหน้ากล้องและเวลาเปิดหน้ากล้องต้องพิจารณาพร้อมกันจากหน้ากล้อง
(f - นัมเบอร์) เช่น f/22 , f/16 , f/11 , f/8 , f/5.6 นั้น

$$f/22 \quad \text{คือ} \quad \frac{\text{ทางยาวโฟกัส}}{22} = \text{เส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสง}$$

$$\text{หรือ} \quad \frac{\text{เส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสง}}{\text{ทางยาวโฟกัส}} = \frac{1}{22}$$

จาก exposure = ความเข้มแสง \times เวลา
ใช้ exposure เมื่อ f/11 เวลา $\frac{1}{25}$ วินาที

$$\text{ถ้าใช้ } f/8 \quad \text{เวลาต้อง} = \frac{1}{50} \quad \text{วินาที}$$

ซึ่งอาจพิสูจน์ได้ดังนี้

มีเลนส์หนึ่งทางยาวโฟกัส f มีแสงขนานเข้ามาได้ภาพของดวงอาทิตย์
ถ้าหากดวงอาทิตย์มีเส้นผ่าศูนย์กลาง = x ห่างจากโลก y ภาพที่เกิดขึ้น
มีเส้นผ่าศูนย์กลาง = d

$$\begin{aligned} \text{จาก} \quad \frac{\text{ขนาดภาพ}}{\text{ขนาดของดวงอาทิตย์}} &= \frac{\text{ระยะภาพ}}{\text{ระยะของดวงอาทิตย์}} \\ \frac{d}{x} &= \frac{f}{y} \\ d &= \frac{x}{y} f \end{aligned}$$

จาก f - นัมเบอร์ แสงที่เข้าเลนส์จะแปรตามพื้นที่ของรูรับแสงที่เปิด เช่น
 $\frac{\pi D^2}{4}$ ค่า $\frac{\pi}{4}$ คงที่ จึงเป็นสัดส่วนกับเส้นผ่าศูนย์กลางกำลังสอง

แทนค่า พ.ท. $A = \frac{\pi d^2}{4} = \frac{\pi x^2}{4 y^2} f^2 = kf^2$

ความเข้มแสงที่ตกลงบนภาพ โดยคิดว่าต้นแสงมาจาก ∞ ขึ้นกับระยะทางระหว่างเลนส์และฟิล์ม นั่นคือทางยาวโฟกัสนั่นเอง ฉะนั้นพื้นที่ของภาพที่เกิด, ขึ้นอยู่กับทางยาวโฟกัสกำลังสอง

ถ้าเลนส์มีทางยาวโฟกัส ยาว จะได้ภาพใหญ่

ถ้าเลนส์มีทางยาวโฟกัส สั้น จะได้ภาพเล็ก

ถ้าให้เส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสงที่ใช้ = D เมื่อเปิดรูรับแสงกว้าง, ปริมาณ ลูเมนซ์ (lumens) ที่ผ่านเข้าไปถึงฟิล์มก็มาก ฉะนั้นปริมาณ Q Lumens ขึ้นอยู่กับพื้นที่ของรูรับแสง

$$Q = K, D^2$$

ความเข้มแสง = ปริมาณลูเมนซ์ / พ.ท.

$$I = \frac{Q}{A}$$

แต่ $A = kf^2$

$$I = \frac{Q}{kf^2} = \frac{k, D^2}{kf^2} = K \frac{D^2}{f^2}$$

$$\text{Exposure} = I \times T$$

เช่น $f/8 = \frac{f}{8} = D$

$$\frac{f^2}{8^2} = 64$$

$$\frac{D^2}{f^2} = \frac{1}{64}$$

หรือ $f/11, f \frac{f^2}{D^2} = 121$

$$\frac{D^2}{f^2} = \frac{1}{121}$$

ถ้าใช้ $f/11$ ใช้เวลา $\frac{1}{25}$ วินาที

$$\text{exposure} = k \cdot \frac{1}{121} \times \frac{1}{25}$$

ถ้า $f/8$ ใช้เวลา = ? = $k \cdot \frac{1}{64} \times t$

$$\therefore k \cdot \frac{1}{121} \times \frac{1}{25} = k \cdot \frac{1}{64} \times t$$

$$t = \frac{1}{50} \text{ วินาที}$$

ความลึกชัดของภาพ (Depth of focus)

ความลึกชัดของภาพ เป็นระยะที่ฟิล์มเลื่อนไปมาได้ โดยที่ภาพยังชัดไม่มีความคลาด จากรูป (1.2) คือ เส้นผ่าศูนย์กลางที่ใหญ่ที่สุดที่จะเป็นไปได้ของวัตถุ u' เป็นมุมทางก้านภาพ และ D เป็นความลึกชัดของภาพทั้งหมด

$$\therefore \tan u' = \frac{x/2}{D/2} = \frac{x}{D}$$

$$D = \frac{x}{\tan u'}$$

สมมติว่าความคมของดวงตา (visual acuity) เป็น 1 minute of arc หรือ 0.0003 เรเดียน และภาพฉายแลเห็นที่ระยะชัด (10 นิ้วหรือ 25 ซม.)

$$\therefore \frac{x}{10} = 0.0003 \quad \text{เรเดียน}$$

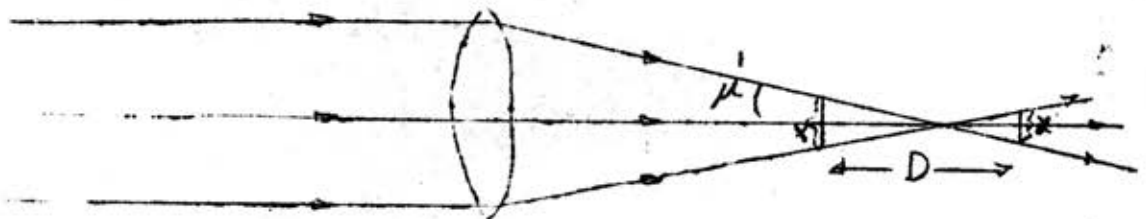
$$x = 0.003 \quad \text{นิ้ว}$$

$$D = \frac{0.003}{\tan u}$$

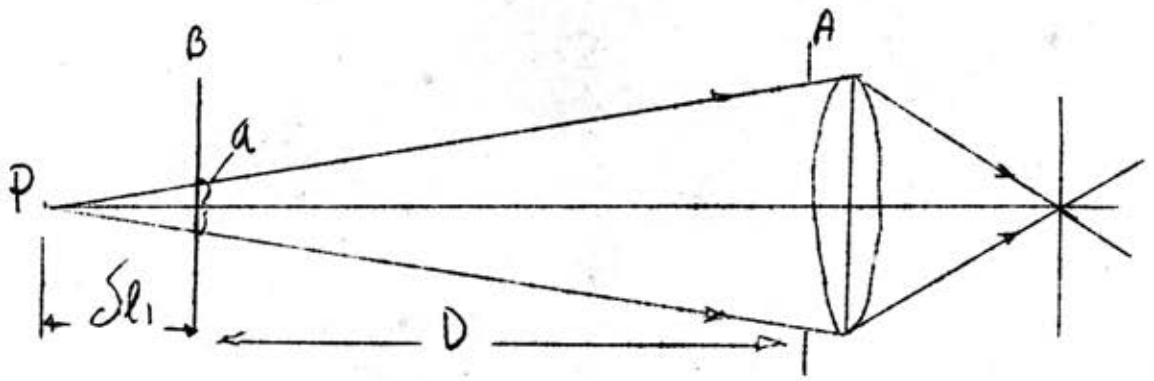
$$\text{แต่ } \tan u' = \frac{1}{2 \times \text{aperture ratio}}$$

$$D = 0.006 \times \text{aperture ratio} \quad \text{นิ้ว}$$

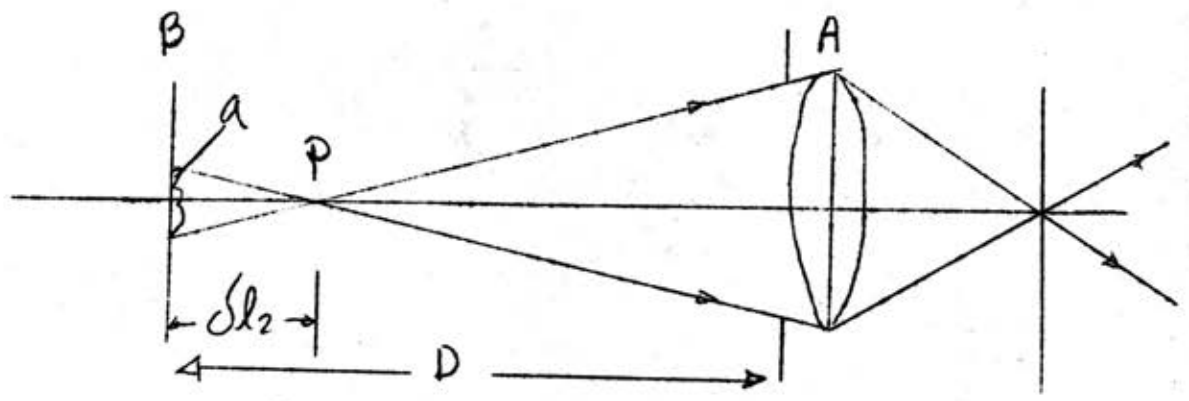
$$\begin{aligned} \text{เลนส์ตัวขย่งเลนส์ } f/5.6 \text{ จะมีความลึกชัดของภาพ} &= 0.006 \times 5.6 \\ &= 0.0336 \text{ "} \end{aligned}$$



รูปที่ 1.2 ความลึกชัดของภาพ



รูปที่ 1.3 ความลึกชัดของวัตถุ



รูปที่ 1.4 ความลึกชัดของวัตถุ

ความลึกชัดของวัตถุ (Depth of field)

เป็นระยะที่เปลี่ยนแปลงไคของวัตถุ โดยที่ยังให้ภาพชัดเจนนอยู่ จากรูป (1.3)
 a เป็นพื้นที่ของวัตถุที่ปรากฏบนระนาบ B และเลนส์ โฟกัสบนพื้นที่วัตถุเป็นจุดอยู่ที่ P จะปรากฏในภาพมีขนาดเส้นผ่าศูนย์กลาง $\frac{a}{m}$ เมื่อ m เป็นกำลังขยาย และ $\frac{a}{m} > 0.003$ นิ้ว A เป็นเส้นผ่าศูนย์กลางของเลนส์ จากรูปโดยใช้ Δ คล้าย

$$\frac{A}{a} = \frac{D + \Delta l_1}{\Delta l_1}$$

$$\therefore \Delta l_1 A = a D + a \Delta l_1$$

$$\therefore \Delta l_1 = \frac{a D}{(A - a)} \quad \dots\dots\dots (1)$$

$$\begin{aligned} \frac{A}{a} &= \frac{D + \Delta l_2}{\Delta l_2} \\ &= \frac{a D}{(A + a)} \quad \dots\dots\dots (2) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \therefore \text{ความลึกชัดของวัตถุ} &= \Delta l_1 + \Delta l_2 \\ &= \frac{a D}{(A - a)} + \frac{a D}{(A + a)} \\ &= \frac{2 a D A}{(A^2 - a^2)} \end{aligned}$$

เช่น เลนส์ F/8 มีทางยาวโฟกัส 2 นิ้ว เส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสง 0.25 นิ้ว

ระยะวัตถุ 10 ฟุต

$$\therefore \text{กำลังขยาย} = \frac{2}{10 \times 12} = \frac{1}{60}$$

$$\begin{aligned} \therefore a &= \frac{0.003}{\frac{1}{60}} = \frac{0.003}{1/60} \\ &= 0.18 \end{aligned}$$

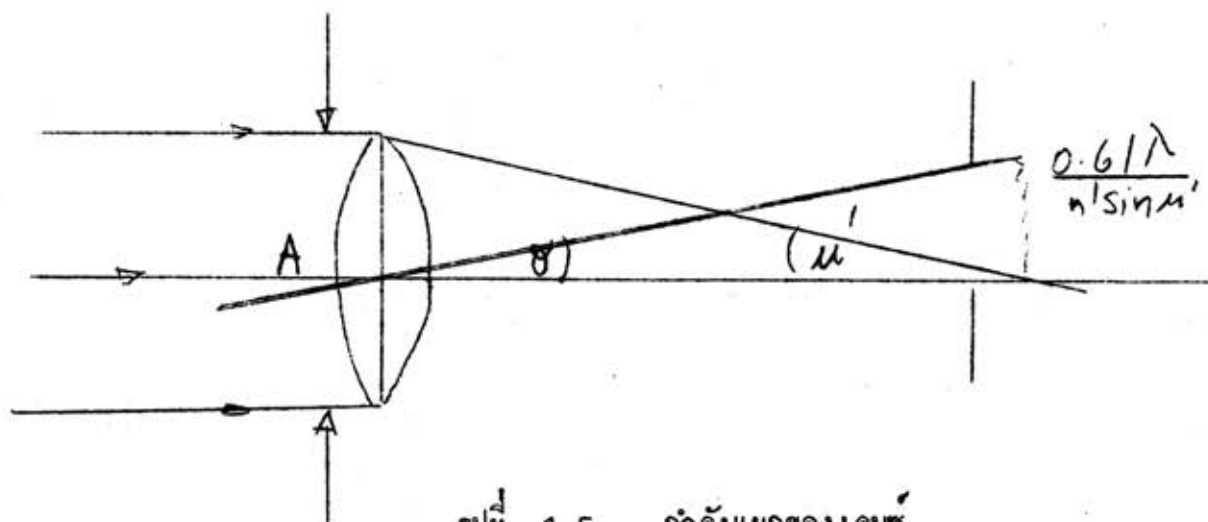
$$\begin{aligned} \therefore \text{ความลึกชัดของวัตถุ} &= \frac{2a \Delta D}{(A^2 - a^2)} = \frac{2 \times 0.25 \times 0.18 \times 120}{.0625 - .0324} \\ &= 358.4 \text{ นิ้ว} \end{aligned}$$

กำลังแยกของเลนส์ (Resolving power of the lenses)

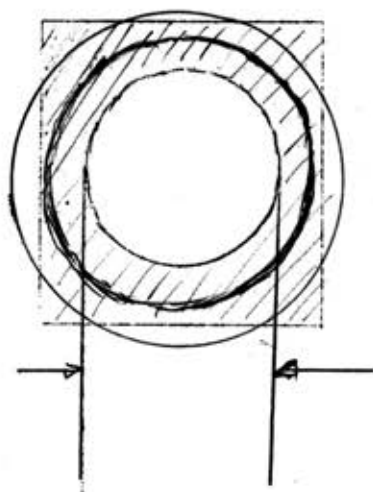
จากปรากฏการณ์เลี้ยวเบนของแสง (Diffraction) ภาพของวัตถุที่เป็นจุด จะไม่เป็นจุด แต่จะเกิดเป็นดวงกึ่งรูป 1.6 มีเส้นผ่าศูนย์กลาง $\frac{1.22 \lambda}{n' \sin u'}$ เมื่อ λ เป็นความยาวคลื่นของแสง n' เป็นดัชนีหักเหของตัวกลางที่ภาพอยู่ u' เป็นมุมที่รังสีเข้าสู่กระพุ่มมโตที่สุดกับแกนในผังภาพรูป 1.5 เป็นที่ยอมรับกันแล้วว่า ภาพของวัตถุที่เป็นจุดสองจุดที่อยู่ติดกัน ถือว่าแยกกันได้เมื่อจุดศูนย์กลางของภาพอยู่ห่างกันเท่ากับรัศมีของ Airy disc $= \frac{0.61 \lambda}{n' \sin u'}$ สำหรับเลนส์ถ่ายภาพ $\sin u'$ มีค่าใกล้เคียง $= \frac{1}{2 \text{ aperture ratio}}$ เช่นเลนส์ F/8 รัศมีของ Airy disc

$$\begin{aligned} &= \frac{0.61 \times 0.00055}{1 \times \frac{1}{2} \times \frac{1}{8}} \text{ มม.} \\ &= 0.0054 \text{ มม.} \end{aligned}$$

เมื่อตัวกลางในผังภาพเป็นอากาศ ดัชนีหักเห $= 1$
กำลังแยกตามทฤษฎีวัตถุขม่อม ที่จุดสองจุดรองรับที่เลนส์ สำหรับเลนส์ถ่ายภาพ
 $= \frac{1.22 \lambda}{A}$
เมื่อ A เป็นเส้นผ่าศูนย์กลางของรูรับแสง



รูปที่ 1.5 กำลังแยกของเลนส์



รูปที่ 1.6 Airy Disc.

ความคลาดของเลนส์ (Lens aberrations)

ความคลาดในทัศนอุปกรณ์ที่ใช้งานมากก็มี เลนส์และกระจกมีอยู่หลายชนิด เนื่องจากรูปร่างของมัน ความสัมพันธ์ของตำแหน่งของช่องปรับแสง (stop) หรือตำแหน่งของวัตถุ ความคลาดที่มักจะมีเกิดขึ้น เช่น ความคลาดทรงกลม (spherical aberration) ความคลาดเนื่องจากวัตถุอยู่นอกแกน (Coma) ความบิดเบี้ยว (Distortion) ความคลาดโค้ง (Curvature of image field) แอสติคมาติซึม (Astigmatism) ถ้าเป็นพวกเลนส์ที่มีความคลาดสี (Chromatic aberration) ด้วย เมื่อรูรับแสงของเลนส์กว้างก็จะเกิดความคลาดทรงกลม และความคลาดสีตามแนวแกน (Longitudinal chromatic aberration) เมื่อบริเวณที่เกิดภาพ (field) กว้าง ความคลาดสี ความคลาดเนื่องจากวัตถุอยู่นอกแกน ความเอียง ความคลาดโค้ง ความบิดเบี้ยว จะเกิดขึ้น ความบกพร่องประการแรกเกี่ยวกับรูรับแสง อันต่อมาเกี่ยวกับบริเวณที่รับภาพ ความบกพร่องเหล่านี้ ได้พิจารณากันว่าทำให้ภาพที่ได้รับผิดความจริงไปอย่างไรบ้าง และแก้ไขให้ลดน้อยลงหรือหมดไป และได้พบว่าความคลาดทรงกลมของเลนส์ธรรมดา อาจควบคุมได้โดยการเปลี่ยนรูปร่างของเลนส์ (bending) และเมื่อระบบทัศนเป็นอะพลาเนติก (Aplanatic) ทั้งความคลาดทรงกลมและความคลาดเนื่องจากวัตถุอยู่นอกแกนจะหายไป เมื่อลองจัดให้มีเลนส์ 2 ชนิดประกบกัน ทำด้วยแก้วชนิดที่เหมาะสมหรือวางเลนส์ทั้งสองให้ห่างกันไครระยะก็จะลดความคลาดสีตามแนวแกนได้ โดยทั่วไปแล้วอันมากที่ระบบแสงจะให้ภาพออกมาโดยไม่มี ความบกพร่อง แต่โดยที่ความบกพร่องบางประการ ก็ยอมให้มีได้โดยไม่ทำให้คุณภาพของภาพเลวจนเกินไปนัก ซึ่งผู้ออกแบบจะควบคุมความบกพร่องที่สำคัญ ๆ โดยเลือกเลนส์ที่เป็นส่วนประกอบ หรือโดยตำแหน่งของช่องปรับแสง หรือโดยการเลือกชนิดของแก้ว ความหนา ระยะระหว่างเลนส์ เพื่อกำจัดความคลาดสี ส่วนประกอบที่เป็นกระจกนั้นจะไม่มี ความคลาดสี แต่มักจะมีความคลาดเนื่องจากวัตถุอยู่นอกแกนอย่างมาก ในการถ่ายภาพของเส้น สเปคตรัม มักเกิดแอสติคมาติซึม ซึ่งก็ไม่สำคัญนัก แม้ว่าบริเวณที่เกิดภาพราบ (large flat field) จะเป็นสิ่งสำคัญในเรื่องกล้องโดยทั่วไป แต่ในระบบทัศนนี้ต้องการบริเวณ เกิดภาพไม่กว้างนัก และความบกพร่องเกิดจากบริเวณที่เกิดภาพ เมื่อเปรียบเทียบกับที่เกิด

จากรูรับแสงก็ไม่สู้กระไรนัก แต่ในเลนส์ฉายรูปต้องไม่มีความบิดเบี้ยวเลย แต่ยอมให้มีความคลาดสีบ้าง เพราะว่าเลนส์ชนิดนี้อาจจะให้ผลดีพอสมควร แม้ว่ามีความคลาดสีบ้าง จะเห็นว่าในระบบทัศนะฐนุ่อกแบบ ก็อาจจะเลือกให้เหมาะกับความประสงค์ที่จะไปใช้งานได้ ความบกพร่องของเลนส์ที่เกิดขึ้นเนื่องจากความคลาด มีอยู่หลายประการดังนี้

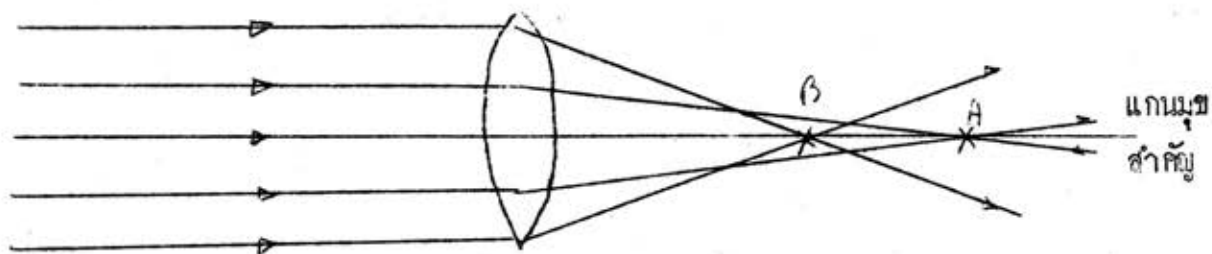
ความคลาดปกติของเลนส์ (Common aberrations)

ความคลาดของเลนส์แบ่งออกได้ดังนี้

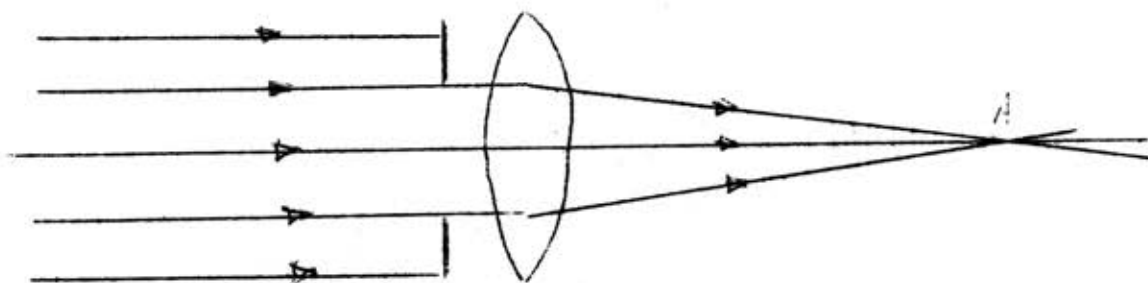
1. ความคลาดทรงกลม (Spherical aberration)
2. ความคลาดเมื่อวัตถุอยู่นอกแกน (Coma)
3. ความบิดเบี้ยว (Distortion)
4. ความคลาดโค้ง (Curvature of image field)
5. แอสติคมาซิซึม (Astigmatism)
6. ความคลาดสี (Chromatic aberration)
7. แสงพร่าและภาพซ้อนปกติ (Flare and ghost image)
8. การส่องสว่างไม่สม่ำเสมอของภาพ (Unequal Illumination)

ความคลาดทรงกลม (Spherical aberration)

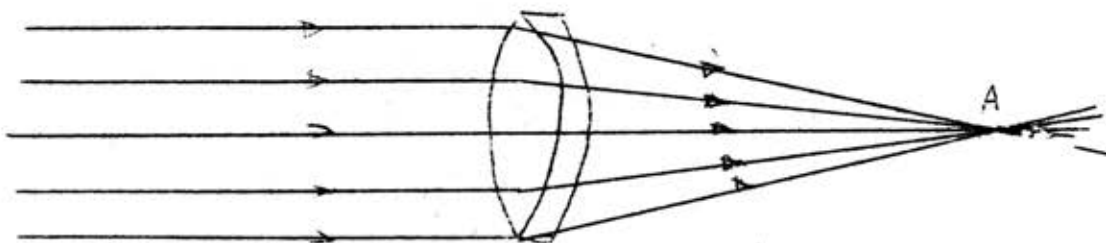
ในการตรวจสอบภาพของวัตถุที่อยู่ใกล้ที่หักเหผ่านเลนส์ ที่มีรูรับแสงเปิดกว้างก็มีพื้นที่รับแสงเพิ่มขึ้น แต่จากรูป (1.7) จะเห็นว่าแสงขนานกับแกนไปพบกันที่จุดโฟกัสความมุกตที่ใหญ่เมื่อแสงออกจากขอบเลนส์ และทำมุมเล็กเมื่อแสงตกออกจากบริเวณกลาง ๆ เลนส์ ซึ่งความบกพร่องนี้เรียกว่าความคลาดทรงกลม การที่ทางยาวโฟกัสเปลี่ยน เนื่องจากแสงตกผ่านกลางและขอบเลนส์เช่นนี้ ถ้าเป็นเลนส์ที่ไม่ได้แก้ความคลาด อาจจะสังเกตได้ง่าย โดยการให้ภาพที่เกิดจากแสงตกเกือบกลางเลนส์ โดยให้ผ่านช่องปรับแสงที่มีเส้นผ่าศูนย์กลางที่เปิดประมาณ $\frac{1}{3}$ ของเส้นผ่าศูนย์กลางของเลนส์ และให้ภาพที่เกิดจากแสงตกตรงขอบเลนส์ โดยใช้แผ่นวงกลมขีตตรงกลางเลนส์ไว้ประมาณ $\frac{2}{3}$ ของเส้นผ่าศูนย์กลางของเลนส์ จะเห็นว่าต้องเลื่อนฉากเข้ามาใกล้เลนส์ยิ่งขึ้น การแก้ไขโดยมาก



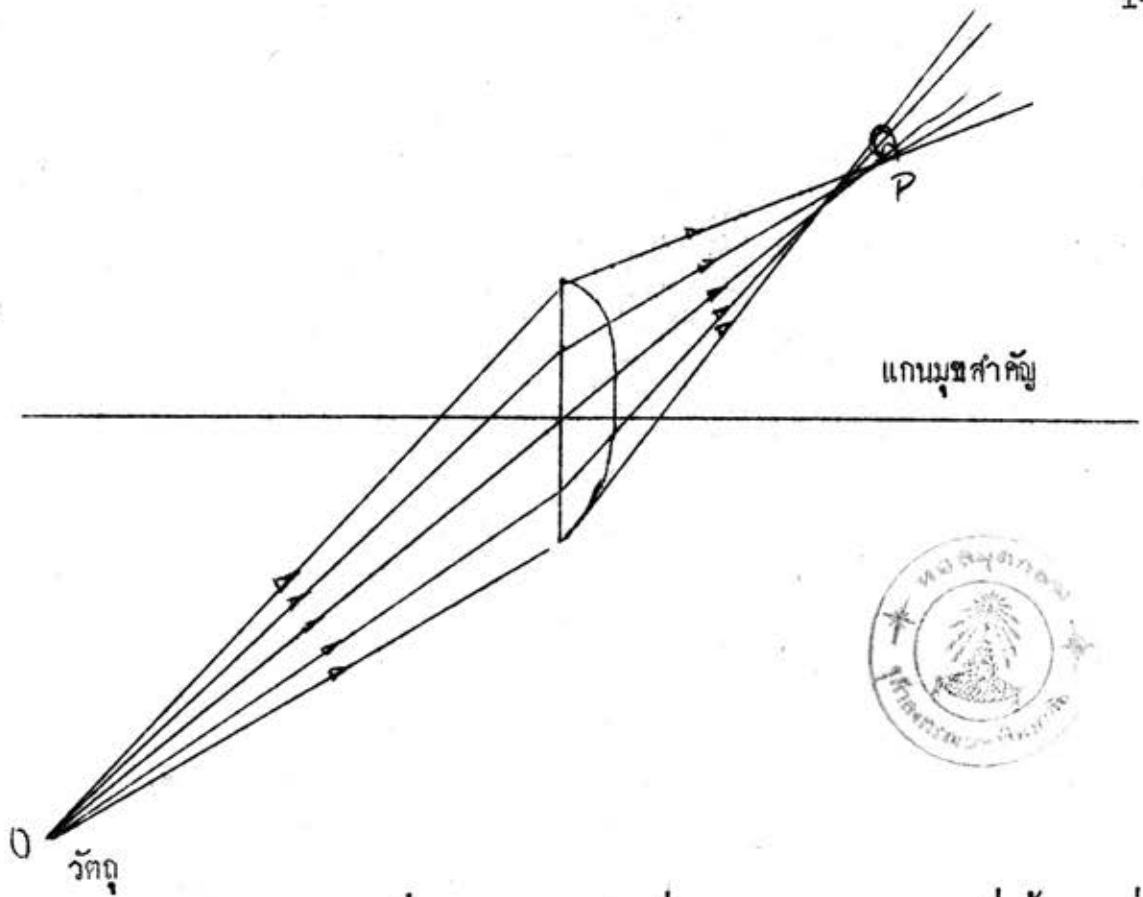
ความคลาดทรงกลม



การแก้ไขโดยให้แสงตกกลางเลนส์อย่างเกี้ยว



รูปที่ 1.7 ภาพการเกิดความคลาดทรงกลมและการแก้ไข



รูปที่ 1.8 การหักเหที่ซัด Symmetry เมื่อต้นแสงอยู่
นอกแกน โค้งภาพคล้ายรูปคาวหา



รูป 1.9 ภาพเมื่อวัตถุอยู่นอกแกนเกิดความคลาดเป็นรูปรี
เป็นภาพถ่ายจากหนังสือ Light Principle and Experimental by
George S. Monk

ในกล้องราคาถูกที่ใช้เลนส์เดี่ยว (single lens) มักใช้ของปรับแสง ให้แสงผ่าน แต่ตรงกลางเลนส์ ทำจักภาพไม่ชัด (out of focus) เมื่อแสงตกตรงขอบเลนส์ออก แต่การทำเช่นนั้น ไม่สะดวกสำหรับ... กล้องที่ใช้ความเร็วสูง (High speed lens) ซึ่งต้องเปิดหน้ากล้องกว้าง ในกรณีเช่นนี้ ต้องเลือกรัศมีความโค้งของเลนส์ให้เหมาะ ก็อาจจะช่วยได้บ้าง หรืออาจใช้เลนส์เว้าและเลนส์นูนประกบกัน เพื่อหักล้างการหักเห ของแสงที่ไปโฟกัสต่างจุดกัน

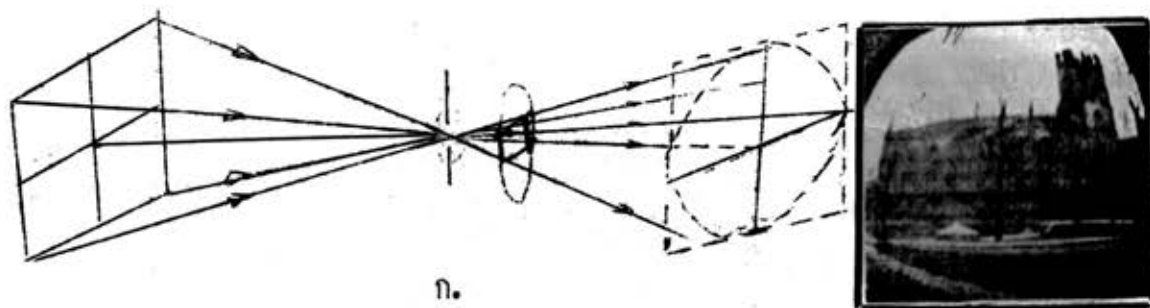
ความคลาดเนื่องจากวัตถุอยู่นอกแกน (Coma)

เกิดเมื่อวัตถุหรือต้นแสงอยู่นอกแกน (Optical axis) รูปที่ (1.8) แสง จากวัตถุที่อยู่นอกแกนจะหักเหผ่านเลนส์ควมมุมต่าง ๆ กันในแถบ (zone) หรือส่วนหนึ่ง ๆ (section) ของเลนส์ ภาพจะขาด สมมาตร (Symmetry) ในการหักเหและจะ เกิดจุดพร่าขึ้น ในภาพทั้งรูป 1.9 รูปร่างของภาพที่พร่าจะมองคล้ายดาวหาง และ เปลี่ยนรูปร่างที่ส่วนต่าง ๆ ของฉาก ซึ่งความบกพร่องนั้นแลเห็นค่อนข้างยาก นอกจากบาง กรณี การแก้ไขโดยการปรับแสงวางหน้าเลนส์ แต่วิธีที่ดีกว่าก็คือเลือกเลนส์ที่มี รูปร่างเหมาะ

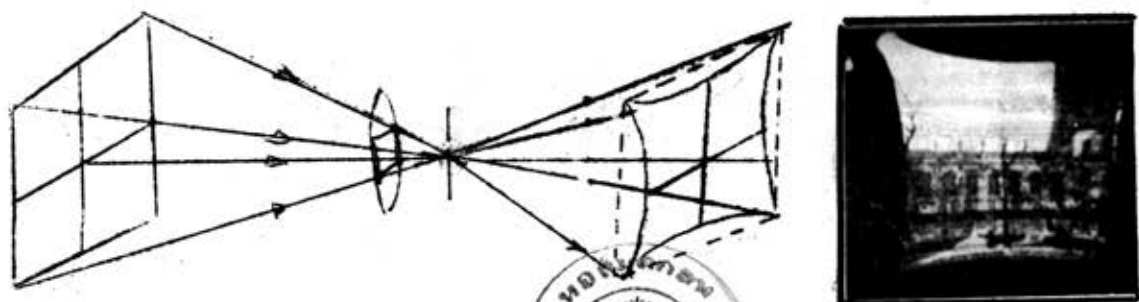
002080

ความบิดเบี้ยว (Distortion)

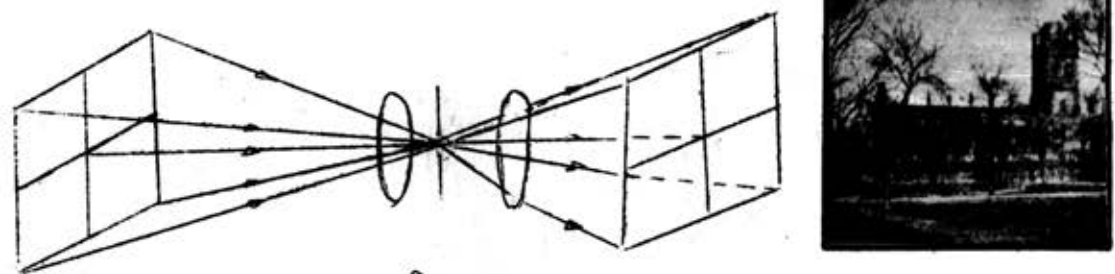
ความต้องการอีกอย่างหนึ่งของระบบทัศนาก็คือให้กำลังขยายคงที่ ถ้าไม่เป็นไป คังนี้ก็จะเกิดความบิดเบี้ยวขึ้น การตรวจภาพของวัตถุที่ประกอบด้วยเส้นตรง เช่นรูปสี่เหลี่ยม จัตุรัส ที่จะต้องแลเห็นเหลี่ยมมุมอย่างชัดเจน จะเห็นภาพโค้งน้อย ๆ เนื่องจากกำลังขยาย คำนความยาวไม่เท่ากัน ไม่เป็นสัดส่วนที่เหมาะสม เมื่อวางของปรับแสงที่ข้างหน้าเลนส์ แสง จากวัตถุที่อยู่ห่างไปจากแกนมากก็จะยิ่งโค้งมาก ฉะนั้นการออกแบบรูปสี่เหลี่ยมจัตุรัสที่เป็น วัตถุทดสอบ (Test object) จะปรากฏบนฉากเป็นรูปดังเบียร์ (Barrel - shape) คังรูป 1.10 ก. ถ้าเลื่อนของปรับแสงไปวางไว้ข้างหลังเลนส์ แสงจากต้นแสงที่อยู่ห่าง ไปจากแกนมากกว่า จะเป็นสัดส่วนโค้งน้อยกว่าเมื่อวางไว้ใกล้แกน จุดที่ห่างจากแนวแกนจะ มีกำลังขยายน้อยกว่า ฉะนั้นภาพสี่เหลี่ยมที่มีของปรับแสงอยู่ข้างหลังเลนส์ จะเป็นแบบหมอน



ก.



ข.



ค.

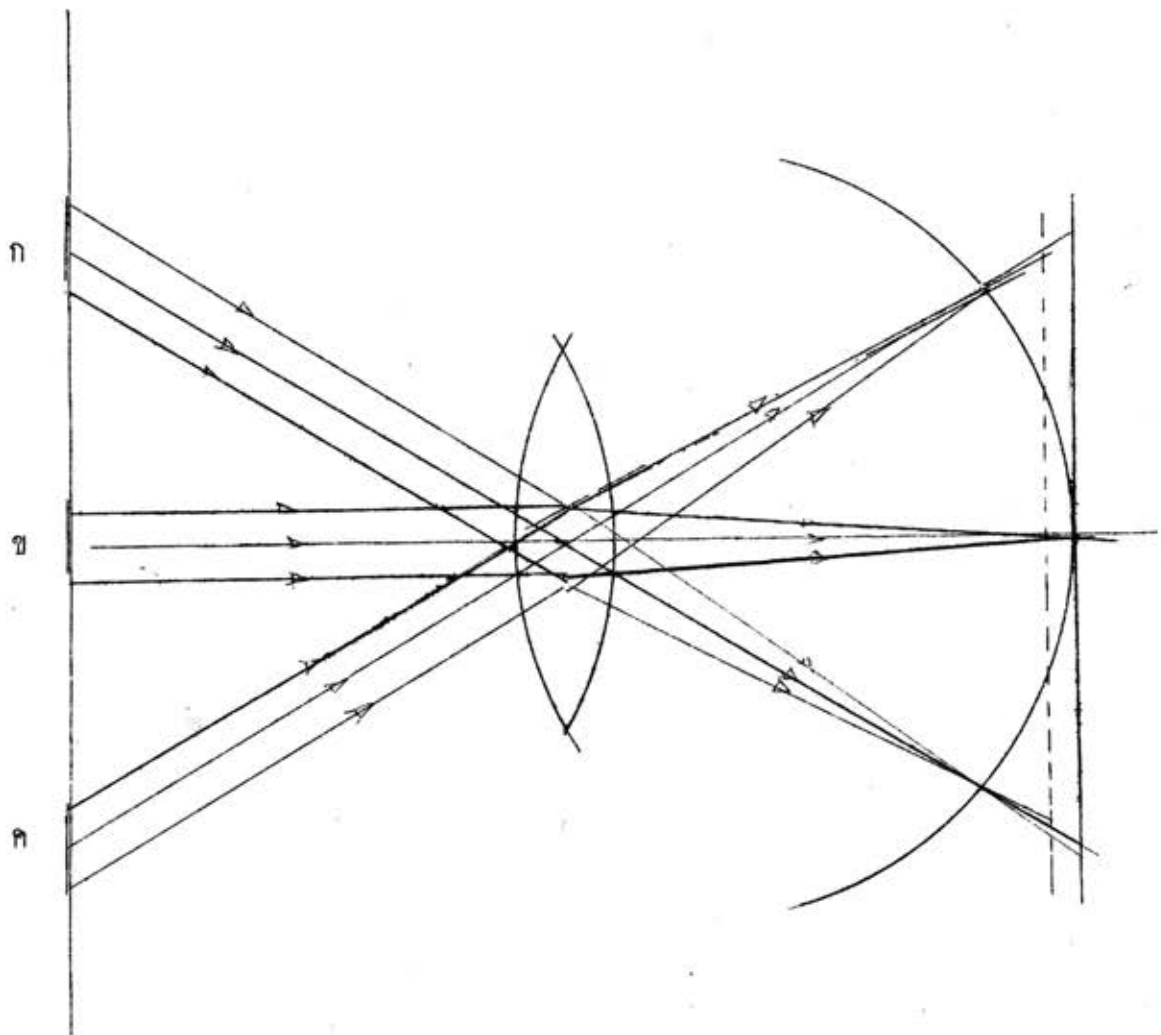
- รูปที่ 1.10
- ก. stop วางข้างหน้าเลนส์ทำให้เกิด barrel distortion
 - ข. stop วางข้างหลังเลนส์ทำให้เกิด pincushion distortion
 - ค. ความคลาดแก้ไขแล้ว

เป็นภาพถ่ายจากหนังสือ Light Principle and Experimental by George S. Monk

ปักเข็ม (Pin-cushion distortion) ดังรูป 1.10 ซึ่งทั้งสองอย่างนั้นเนื่องจากตำแหน่งของช่องปรับแสง การแก้ไขโดยการใส่ของปรับแสงวางระหว่างเลนส์สองอันที่เหมือนกัน เพื่อให้ความคลาดเคลื่อนทางลบและทางบวกหักล้างกัน ฉะนั้นเลนส์ชนิดนี้ (ทั้งคู่เหมือนกันวางห่างกันมีช่องปรับแสงคั่น) เรียก Rectilinear lens การวางเลนส์หันหน้าไปทางใด ก็ีผลเช่นเดียวกับช่องปรับแสง ถ้าวางเลนส์รวม - บูน (Plano - Convex lens) ในทางคานโค้งเข้าหาวัตถุ ภาพที่ได้จะมีความคลาดรูปหมอนปักเข็ม (Pin-cushion distortion) ถ้าวางด้านรวมเข้าหาวัตถุก็จะมีภาพคลาดรูปดั่งเบียร์ (Barrel distortion) แต่ในการถ่ายภาพที่มีความคลาดรูปดั่งเบียร์ มักจะเห็นไม่ค่อยชัดเท่ามีความคลาดรูปหมอนปักเข็ม ฉะนั้นกล้องที่เป็นเลนส์ราคาถูกจึงมักตั้งคานโค้งน้อยเข้าหาวัตถุ

ความคลาดโค้ง (Curvature of image field)

เป็นความคลาดของเลนส์อีกอย่างหนึ่งที่ตรวจพบโดยง่าย เมื่อแสงเบี่ยงเบนไปจากระนาบที่ควรจะเป็น การพิจารณาภาพที่มีวัตถุอยู่ในระยะไกลและไม่ได้อยู่ในแนวแกนรวมทั้งไม่ได้อยู่ในระนาบเดียวกับระยะภาพจากเลนส์ สำหรับวัตถุที่ระยะใดนั้นจะเกือบเท่ากับระยะของทางยาวโฟกัส (ในกล้องถ่ายรูป) และขนาดของภาพที่ชัดเจนจะแทนโดยส่วนโค้งของวงกลมซึ่งจุดศูนย์กลางคือจุดศูนย์กลางของเลนส์ ดังรูป 1.11 จะเห็นโดยง่ายว่า พื้นผิวของภาพทั้ง 3 มิติ เป็นรูปกะทะความโค้งถือเป็นบวก (Positive curvature) ถ้าคานที่เว้าของกะทะ อยู่ทางคานเลนส์ซึ่งเป็นกรณีของเลนส์บูน เมื่อเป็นเลนส์เว้าคานที่นูนของภาพจะอยู่ใกล้เลนส์ ในกรณีนี้เรียกว่าความโค้งเป็นลบ (Negative curvature) ตัวอย่างของความคลาดโค้งของภาพ อาจจะสังเกตเห็นได้โดยง่าย โดยการฉายภาพนิ่ง (Projecting slide image) ลงบนฉาก แม้ว่าจะเป็นเครื่องฉายชนิดที่อาจจะสังเกตเห็นรอยขอบของภาพไม่ชัดไปบ้าง ถึงตรงจุดโฟกัสจะชัดเจนก็ตาม และจุดโฟกัสของแสงที่ตกตรงขอบเลนส์ จะอยู่คนละระนาบจากจุดโฟกัสของแสงตกกลางเลนส์ ซึ่งภาพจะชัดพอสมควร เมื่อเอาฉากไว้ระหว่างกลางของจุดโฟกัสทั้งสอง ถ้าเป็นเลนส์อย่างชนิดราคาถูกก็จะมีขอบพร่องค่อนข้างมากชั้น ข้อแก้ไข



รูปที่ ๑.๑๑

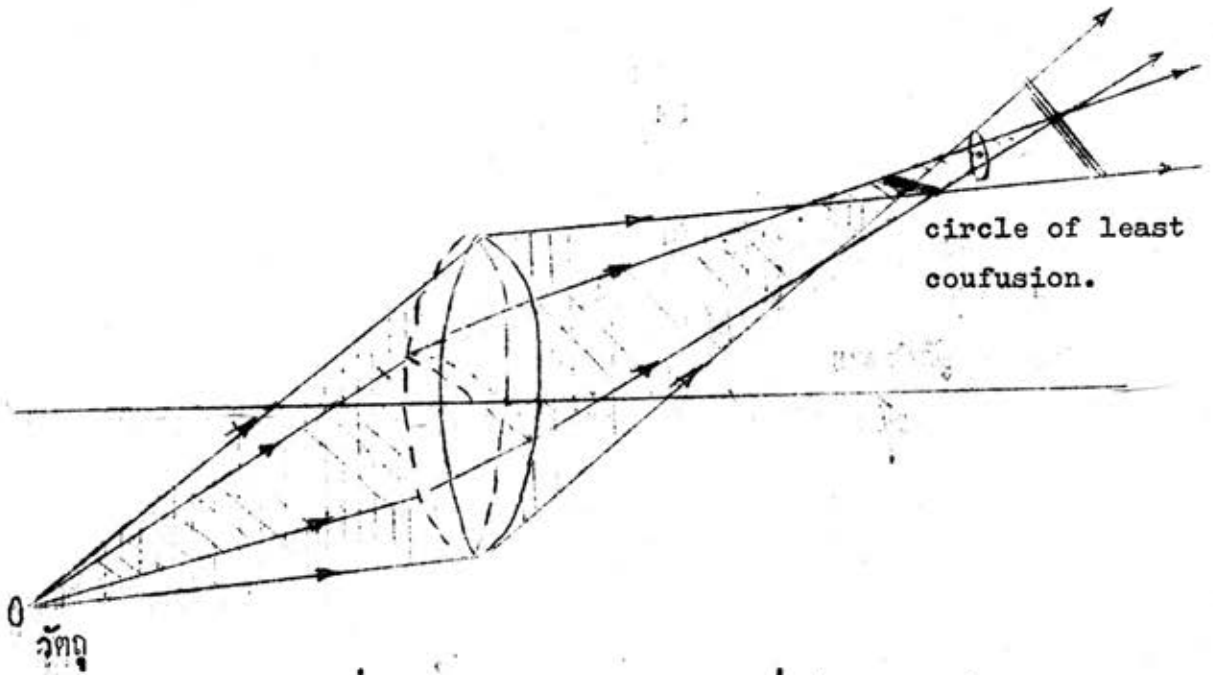
ความโค้งของภาพ เมื่อวัตถุ ก, ข, ค อยู่ทางไกลออกไประยะภาพจะเท่ากับทางยาวโฟกัสของเลนส์ พืชัมที่รับภาพควรไว้ตรงเช่นประ

ทำโดยวางฉากไว้ระหว่างกลางของจุดโฟกัส ส่วนเลนส์ชั้นคีมักจะแก้ไขแล้วโดยการใส่เลนส์เว้าที่เหมาะสมประกอบกับเลนส์นูน

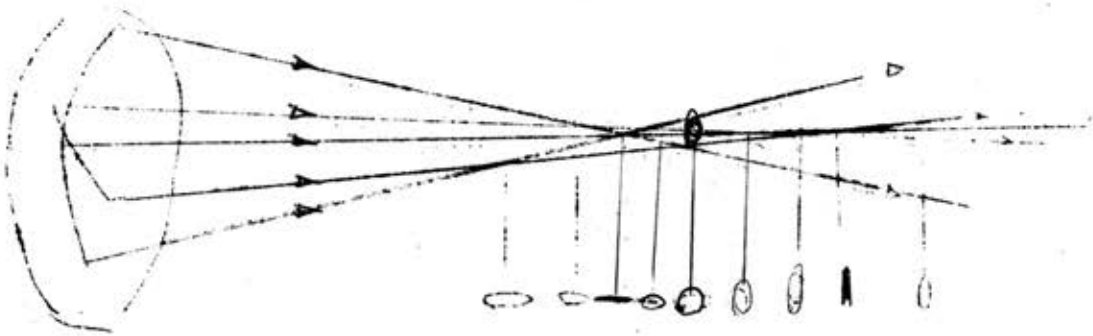
แอสติคมาติซึม (Astigmatism)

เมื่อวัตถุอยู่นอกแกนหรือในแกนก็ตาม ภาพที่เกิดจากวัตถุนี้ อาจโฟกัสเป็นสองระนาบตั้งฉากซึ่งกัน ซึ่งเกิดทั้งนี้เพราะอำนาจการรวมแสงของแต่ละระนาบของเลนส์ไม่เท่ากัน เห็นว่าแสงที่อยู่ในระนาบหน้ากระดาศ (เรียก Meridian plane หรือ tangential plane) และตั้งฉากกับระนาบศูนย์สูตร (Equatorial plane หรือ sagittal plane) นิวคลีนที่เป็นรูปทรงกลมออกจากวัตถุบนแกนจะขาดสมตรี (Symmetry) ผลก็คือแสงที่มาในระนาบศูนย์สูตร จะลู่ไปโฟกัสที่ I_1 ซึ่งอยู่ในระนาบหน้ากระดาศ ส่วนอีกระนาบจะไปโฟกัสที่ I_2 ระยะระหว่างภาพทั้งสองนี้เป็นค่าความต่างของจุดโฟกัสของทั้งสองแกน (Stigmatic difference) ซึ่งแปรตามวัตถุที่อยู่นอกแกนและจะกลายเป็นศูนย์เมื่อจุดอยู่บนแนวแกน ซึ่งภาพทั้งสองจะมาโฟกัสที่จุดเดียวกัน ถ้าหากวัตถุไม่เป็นจุดภาพที่ได้จะมีรูปร่างไปคนละแนว แต่มิ่จุดรวมกันที่บนแกน และภาพที่อยู่ตรงกลางของระนาบทั้งสองเรียกววงกลมที่สับสนน้อยที่สุด (Circle of Least confusion)

แอสติคมาติซึม มักจะมีความคลาดเนื่องจากวัตถุอยู่นอกแกน (Coma) และความคลาดโค้ง (Curvature) รวมกันเป็นการยากที่จะกำจัด นอกจากจะใช้แก้วหลายชนิดที่มีคุณสมบัติต่าง ๆ กัน อีกวิธีคือ ในกล่องบอชว่างของปรับแสงไว้หน้าเลนส์รูปเคียว (Meniscus lens) ให้พื้นเว้าของเลนส์หันไปทางวัตถุและวางฟิล์มไว้ระหว่างที่ภาพทั้งสองจะเกิดขึ้น ซึ่งการทำดังนี้ผลของมันทำให้บริเวณที่เกิดภาพเป็นพื้นราบ (Flat field) ทั้งความเอียงและความคลาดโค้ง อาจลดลงไปได้โดยใช้เลนส์สองอันประกอบกัน มีทางยาวโฟกัสเท่ากันเป็นเลนส์นูนและเลนส์เว้า ถ้าวางติดกันก็จะไม่มีภาพ แต่ถ้าวางห่างกันเป็นระยะน้อยกว่าทางยาวโฟกัส จะได้ภาพจริง ไม่มีความคลาดและเป็นภาพราบ (Flat field) เลนส์ชนิดใหม่ประกอบด้วยเลนส์ 3 - 6 อัน วางห่างกัน คำว่า "Anastigmat" บนเลนส์ถ่ายรูปแสดงว่าได้



รูปที่ 1.12 แสดงทางเดินของแสงเมื่อมีแอสติคมาที่ขม



รูปที่ 1.13 แสงไปโฟกัสที่วงกลมที่สับสนน้อยที่สุด

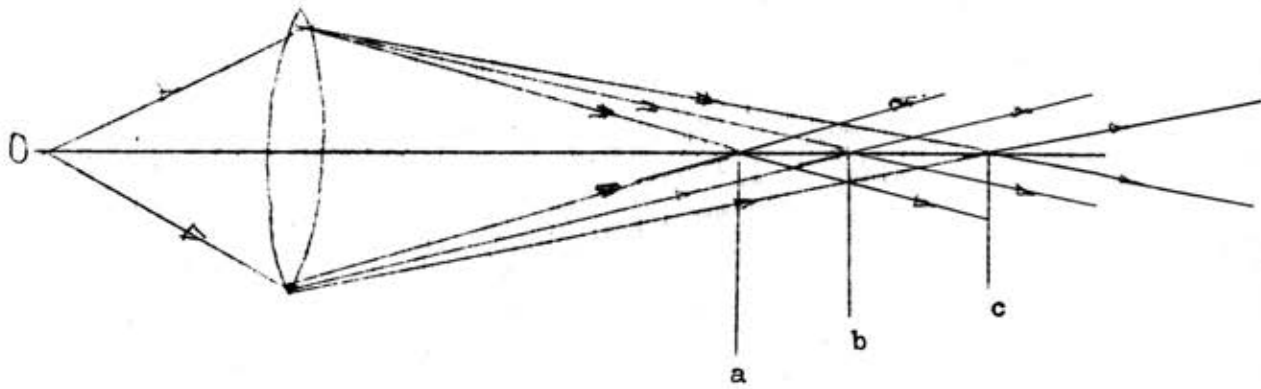
แก้ไขแอสติมาที่ซึม ความคลาดโค้ง ความคลาดทรงกลม ความบิดเบี้ยว รวมทั้งความคลาดสี แล้ว

ความคลาดสี (Chromatic aberration)

คลื่นแสงที่ใช้ในระบบทัศนศาสตร์มักถือว่าเป็นแสงสีเดียว แต่หากแสงมีความยาวคลื่นต่าง ๆ กัน เข้ามาก็จะมีความคลาดสี แต่ความคลาดสีมักจะแก้เพียงระยะช่วงคลื่นหนึ่ง ๆ

$$\text{จากสมการ} \quad \frac{1}{f_1} = (n - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)$$

แสดงว่าทางยาวโฟกัสของเลนส์ใด ๆ มีค่าขึ้นกับดัชนีหักเหของแก้ว และดัชนีหักเหของแก้วก็ขึ้นอยู่กับความยาวคลื่น ทางยาวโฟกัสก็ขึ้นอยู่กับความยาวคลื่น เช่น แสงขาวจากจุดต้นแสง ดังรูป (1.13) จะหักเหออกไป โฟกัสตามความยาวคลื่น แสงสีน้ำเงินโฟกัสที่ a แสงเหลืองเขียวที่ b สีแดงที่ c ถ้าหากวางฉากที่ภาพจะเป็นวงล้อมรอบค้ำของม่วง เนื่องจากเป็นวงของคลื่นผสมของแสงสีแดงและสีน้ำเงิน ความคลาดสีนี้ โดยปกติวัดด้วยความต่างของจุดโฟกัสของแสงสีแดง และแสงสีน้ำเงิน หรือที่ C line และ F line ของไฮโดรเจน (Hydrogen) เพราะว่าเส้นเหล่านี้อยู่เกือบปลายสุดของแสงที่เรามองเห็น (visible spectrum) ค่าความคลาดเป็นบวกเมื่อ C line มาโฟกัสอยู่ทางขวาของสีน้ำเงินหรือ F-line คือโฟกัสของแสงสีน้ำเงินอยู่ใกล้เลนส์มากกว่า อันนี้เป็นชนิดของความคลาดที่เกิดกับเลนส์เดี่ยว เลนส์ที่มีความคลาดดังนี้เรียกว่า ความคลาดสีเป็นข้อเสียอย่างหนึ่งของเลนส์ ซึ่งอาจจะแก้ไขโดยใช้เลนส์ประกบกันเช่นในเลนส์ใกล้วัตถุของกล้องโทรทรรศน์ (Telescope objective) เมื่อเลนส์ใด ๆ ที่แก้ความคลาดสีแล้ว แสงทั้งสองช่วงคลื่นจะตกแทนที่จุดเดียวกันทั้งเส้น c และเส้น F ของไฮโดรเจน (Hydrogen) ในกรณีนี้ช่วงคลื่นอื่นยังคงโฟกัสที่ระนาบอื่น ทำให้เกิดความคลาดสีที่เรียกว่าสีหรือสเปกตรัมทุติยภูมิ (Secondary color หรือ Secondary spectrum) อย่างไรก็ตามในการแก้ความคลาดสีนี้ จำเป็นต้องคำนวณทางยาวโฟกัสของเลนส์ที่จะประกอบให้



รูปที่ 1.13 แสดงความคลาดสี

แน่นอน ว่าควรจะใช้เท่าใด ถึงจะไม่เกิดความคลาดชั้น ดังสมการต่อไปนี้

$$\frac{1}{f} = (\mu - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right) \dots\dots\dots(1)$$

$$\text{diff (1)} \quad \delta\left(\frac{1}{f}\right) = \delta\mu \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)$$

$$\text{จาก (1)} \quad \frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} = \frac{1}{f(\mu - 1)}$$

$$\delta\left(\frac{1}{f}\right) = \frac{\delta\mu}{f(\mu - 1)} = \frac{1}{f} \times \frac{(\delta\mu)}{(\mu - 1)}$$

$$\text{เมื่อ } \frac{\delta\mu}{\mu - 1} \quad \text{คือ Dispersive power} = \nu$$

$$\nu = \frac{\delta\mu}{\mu - 1}$$

$$\text{เมื่อ } \delta\mu = \mu_B - \mu_R$$

$$\mu = \frac{\mu_D + \mu_R}{2}$$

$$\therefore \delta\left(\frac{1}{f}\right) = \frac{\nu}{f}$$

เมื่อเป็นเลนส์ผสมประกบกัน

$$\frac{1}{F} = \frac{1}{f_1} + \frac{1}{f_2} \dots\dots\dots (2)$$

f_1 = ทางยาวโฟกัสของแก้วควาท

f_2 = ทางยาวโฟกัสของแก้วฟลินท์

$$\text{diff (2)} \quad \delta\left(\frac{1}{F}\right) = \delta\left(\frac{1}{f_1}\right) + \delta\left(\frac{1}{f_2}\right)$$

$$\delta\left(\frac{1}{F}\right) = \frac{\nu_1}{f_1} + \frac{\nu_2}{f_2} \dots\dots\dots(3)$$



การส่องสว่างที่ไม่สม่ำเสมอของภาพ (Unequal Illumination)

ภาพจะชัดเจนที่ตรงกลางและมีวงที่มืดภาพ แม้ว่าแสงจะสะท้อนจากทุกส่วนของวัตถุที่มีความเข้มอย่างสม่ำเสมอ การที่ความเข้มแสงไม่สม่ำเสมอ ในภาพถ่ายเนื่องมาจากเหตุ

3 ประการ คือ

1. ขนาดของรูรับแสงที่เปิด แสงที่มาจากด้านข้าง ๆ จะไม่ตกกระทบเต็มที่ นอกจากแสงที่ขนานกับแกน
2. หางยาวโพคัสของแสงตกขอบเลนส์ ยาวกว่าแสงที่ตกที่ตรงกลางผลอันนี้ จะทำให้ความเข้มแสงจากตรงกลางไปถึงขอบภาพลดลง เพราะความเข้มแสงที่ได้รับแปรกลับกับระยะทางกำลังสอง
3. แสงตกที่ขอบเลนส์ที่ไปถึงภาพ ห่ามุกกว้างมากเกินไป ทำให้ลดความเข้มแสงที่ตกลงต่อหน่วยพื้นที่

สำหรับการถ่ายภาพที่มีมุมถึง 50° ความเข้มแสงบนขอบของภาพจะมีเพียง 70 เปอร์เซ็นต์ ของความเข้มแสงที่ตรงกลางภาพ เพราะว่าความเข้มแสงที่ไปถึงขอบภาพน้อยกว่าตรงกลางภาพ ภาพเมื่อเวลาอัดออกมาจะมีขอบดำไปเล็กน้อย เนื่องจากความเข้มแสงไม่เท่ากัน อย่างไรก็ตามเป็นความจริงที่สโลคัสธรรมชาติ เมื่อนำไปฉายในกล้องฉายภาพขนาดเล็ก จะทำให้ภาพออกมามีขอบสีดำเล็กน้อย เนื่องจากความเข้มแสงที่ตกไปถึงภาพไม่เท่ากัน

ถ้าต้องการไม่ให้เกิดความคลาด $\delta \left(\frac{1}{F} \right) = 0$

$$\therefore \frac{v_1}{f_1} + \frac{v_2}{f_2} = 0$$

\therefore ในการสร้างเลนส์อโครติก (Achromatic lens) ใช้สูตรดังนี้

$$\frac{1}{f_1} + \frac{1}{f_2} = \frac{1}{F}$$

$$\frac{v_1}{f_1} + \frac{v_2}{f_2} = 0$$

$$\frac{1}{f} = (\mu - 1) \left(\frac{1}{r_1} + \frac{1}{r_2} \right)$$

แสงพร่าและภาพซ้อนผิดปกติ (Flare and ghost image)

ลักษณะของแก้วพื้นเรียบมันโดยทั่วไป เมื่อแสงตกกระทบมันจะสะท้อนไป 4 - 6 เปอร์เซ็นต์ และเปอร์เซ็นต์ของแสงสะท้อน จะเพิ่มขึ้นเมื่อมุมตกเพิ่มขึ้น หมายความว่า ผิวหน้าของเลนส์นูนจะสะท้อนประมาณ 5 % และไม่ไปถึงจุดภาพ ส่วนผิวหลัง 5 % ของ 95 % ที่ได้รับจะสะท้อนสู่ผิวแรก ในการสะท้อนกลับประมาณ $\frac{1}{20}$ ของ 1 % ของแสงตกเดิมในรูปของแสงพร่า (flare) ไปยังฟิล์ม ซึ่งแสงพร่า (flare) หรือแสงกระจัดกระจาย (Diffused light) นี้ไม่ทำให้ภาพดีขึ้นเลย ดังรูป 1.14 แต่จะทำให้ภาพได้รับแสงไม่สม่ำเสมอเกิดเป็นหมอกมัว (Fogging effect) จำนวนที่เพิ่มขึ้นของผิวอากาศ อาจจะมีการสะท้อนกลับไปมาหลายครั้ง ตามหลักของแสงโดยเฉพาะเมื่อต้นแสงอยู่ในแนวแกนจะสะท้อนเป็นภาพของรูรับแสงที่เปิดไว้จุดพร่านี้มักจะรบกวนและทำให้ภาพเสียความมุงงามไป ในการถ่ายภาพซึ่งบางทีอาจจะถ่ายตรงต้นแสง ต้องระวังอย่างมากไม่ให้เกิดจุดพร่าขึ้น

การสะท้อนกลับไปมาของแสงเมื่อผ่านผิวหน้าและผิวหลังของเลนส์นูนนั้น ทำให้เกิดภาพซ้อนผิดปกติขึ้น



รูปที่ 1.14 แสดงถึงภาพที่เงา, แสงพร่า และโค้งรับแสงไม่สม่ำเสมอ
เป็นภาพถ่ายจากหนังสือ Fundamental of Photography by Paul E. Bouche