

บทที่ 4

อุปกรณ์รวมแสง



อุปกรณ์รวมแสง เป็นอุปกรณ์ที่ใช้หลักวิชาแสง เกี่ยวกับการสะท้อนหรือหักเหแสงมารวมกันที่จุดโฟกัส ซึ่ง เป็นการเพิ่มความเข้มของแสง ให้มากขึ้นและยัง เพิ่มอุณหภูมิที่จุดโฟกัสให้สูงขึ้น นอกจากนั้นยังช่วยลดการสูญเสียพลังงานความร้อนได้อีกด้วย การสูญเสียพลังงานความร้อนขึ้นอยู่กับพื้นที่ เนื่องจากที่จุดโฟกัสมีพื้นที่เล็ก ดังนั้นการสูญเสียพลังงานความร้อนก็ย่อมน้อย แต่อุปกรณ์รวมแสงก็ยังมี การสูญเสียพลังงานความร้อนอีก 2 ประการ ประการแรก อุปกรณ์รวมแสงใช้แสง เฉพาะลำแสงตรงแค่อ่างเดียว ทำให้ท้องสูญเสียแสงกระจายไปโดยเปล่า ประการที่สอง การสูญเสียพลังงานแสง เนื่องจากการสะท้อน การสูญเสียประการแรก ซึ่ง ไม่สามารถจะแก้ไขได้ ส่วนประการหลัง อันนี้สามารถจะลดการสูญเสีย โดยการ เพิ่มประสิทธิภาพของวัสดุที่ทำ เป็นแผ่นวัสดุสะท้อนแสง โดยใช้แผ่นสะท้อนแสง เช่น เงิน อโลหะโคบอลต์นิยมนิยมและกระจกเงา

ทฤษฎีการรวมแสง

หลักการของอุปกรณ์ โดยการทำให้เกิดภาพจริงของดวงอาทิตย์บนแผ่นรับแสงที่จุดโฟกัสด้วยความสัมพันธ์ของขนาดดวงอาทิตย์และระยะทางของดวงอาทิตย์ที่ห่างจาก โลกคิด เป็นความมุมที่กระทำกับผิวโลก 32 ลิปดา. (บทที่ 2) โดยใช้ทฤษฎีการสะท้อนของแสง จึงสามารถคำนวณขนาดภาพจริงของดวงอาทิตย์ที่จุดโฟกัสได้สมการ

$$w' = \frac{2.r.\tan(16'')}{\cos(\phi)} \quad (4.1)$$

- r : รัศมีความโค้งจากจุดบนอุปกรณไปยังจุดโฟกัส
 ϕ : มุมระหว่างเส้นตรงที่ผ่านจุดกึ่งกลางของอุปกรณ์กับเส้นตรง
 ที่ลากจากจุดบนส่วนโค้งไปยังจุดโฟกัสดังรูป 4.1

สมการที่ใช้สร้างอุปกรณ์รวมแสงเป็นสมการพาราโบลา

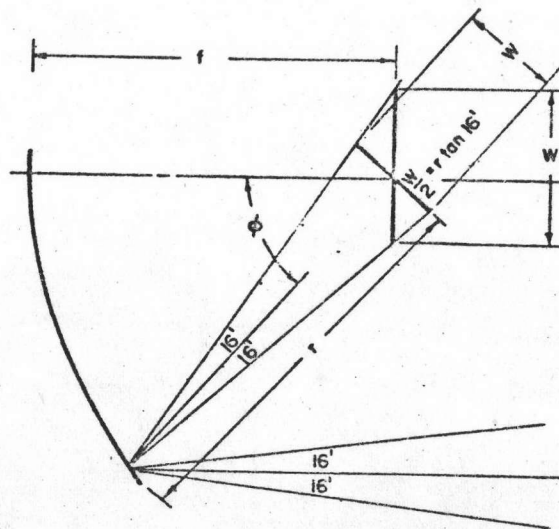
$$x^2 = 4 \cdot f \cdot y \quad (4.2)$$

f = ความยาว โฟกัส

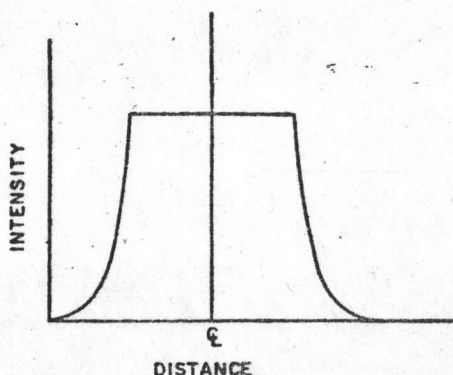
จากค่าความยาว โฟกัส เราสามารถหาค่ารัศมีความโค้งได้

$$r = \frac{2 \cdot f}{1 + \cos(\phi)} \quad (4.3)$$

ขนาดภาพจะมีขนาดจาก w เมื่อ r เท่ากับ f ถึง w' เมื่อ $r = r_{\max}$



รูป 4.1 ภาพแสดงขนาดภาพจริงดวงอาทิตย์ที่จุดโฟกัสของอุปกรณ์รวมแสงแบบ
 พาราโบลา



รูป 4.2 การกระจายรังสีของภาพจริงดวงอาทิตย์ที่จุดโฟกัส

รูป 4.2 แสดงความสัมพันธ์ของความเข้มของแสงกับระยะทางจากจุดโฟกัส จะเห็นว่าความเข้มของแสงบริเวณใกล้จุดโฟกัสมีค่าคงที่แล้วลดลง เมื่อระยะทางออกไป

ชนิดอุปกรณ์รวมแสง

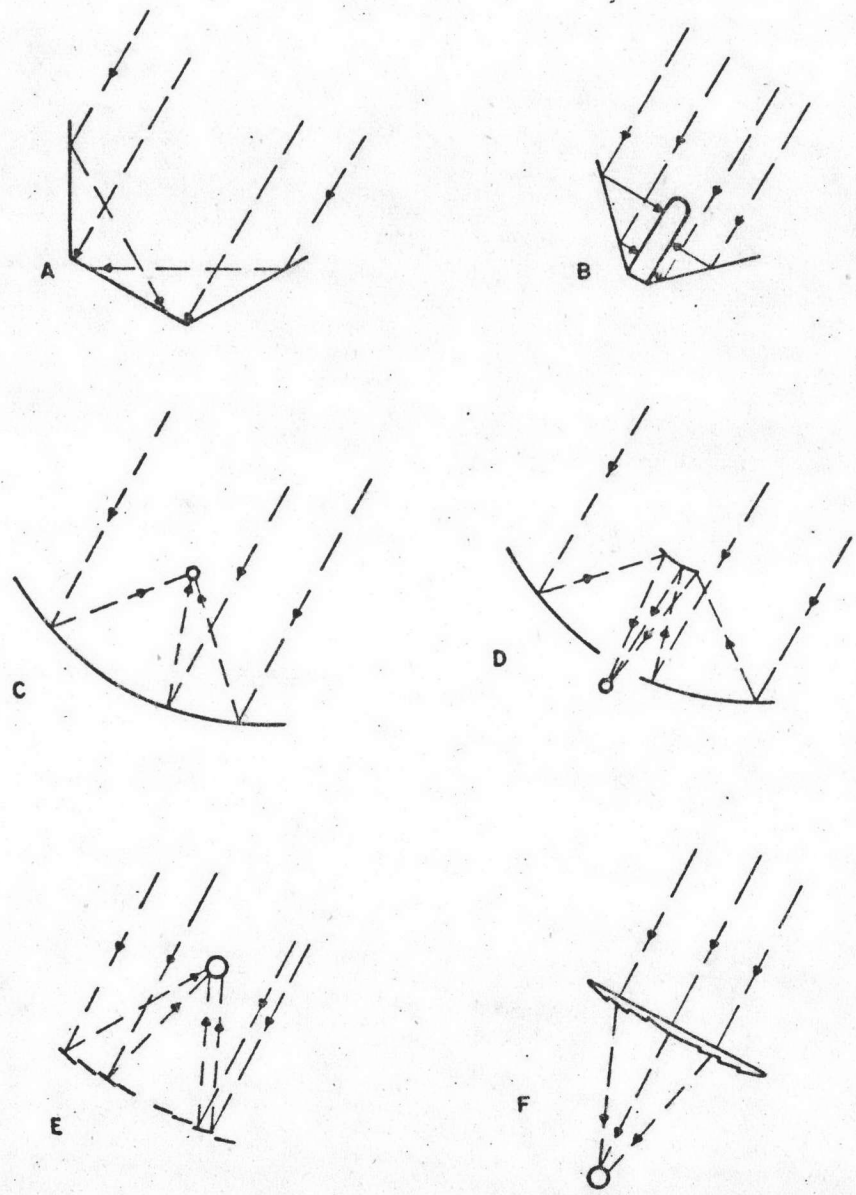
การที่จะเพิ่มความเข้มของแสงอาทิตย์มีหลายวิธี เช่น ใช้เลนส์นูนรวมแสง, กระจกเงา และแผ่นกระจกประกอบเป็นรูปแบบสะท้อนแสง ซึ่งนำมาจัดวางได้หลายรูปแบบและเลือกใช้วัสดุที่เหมาะสม เพื่อให้มาซึ่งอุปกรณ์ที่มีประสิทธิภาพทั้งราคาประหยัด

รูป 4.3 แสดงรูปแบบอุปกรณ์รวมแสงแบบต่างๆ

แบบ A ใช้วัสดุสะท้อนแสงทำเป็นแผ่นระนาบซึ่งอาจจะทำด้วยแผ่นกระจกเงาหรืออลูมิเนียม อโนโคไลท์ประกอบเข้าเป็นรูปกึ่งภาพและมีแผ่นพื้นราบรับแสงสะท้อน แบบนี้ให้ความเข้มของแสงต่ำและมีความเข้มแสงสูงสุดไม่เกินสี่เท่าของความเข้มแสงขาเข้า

แบบ B ใช้วัสดุสะท้อนแสงอาจจะทำด้วยกระจกเงาหรืออลูมิเนียมอโนโคไลท์ประกอบเป็นกรวยและมีรูปทรงกระบอกรับแสงสะท้อน แบบนี้ให้ความเข้มของแสงเท่ากับแบบ A

แบบ C ใช้วัสดุสะท้อนแสงอาจจะทำด้วยแผ่นกระจกเงาหรืออลูมิเนียมอโนโคไลท์ประกอบเป็นรูปทรงพาราโบลอยคัล หรือ กระบอกพาราโบลิก แบบนี้ให้ความเข้มของแสงสูง และ ตรวจจับแสงเคลื่อนที่ตามอุปกรณ์รับแสง



รูป 4.3 รูปแบบอุปกรณ์รวมแสงชนิดต่าง ๆ

แบบ D เหมือนแบบ C ต่างกันที่แบบนี้มีแผ่นสะท้อนแสงอีกแผ่นหนึ่งอยู่ที่จุดโฟกัส

แบบ E เป็นแบบกระจกเว้าเฟรสเนล

แบบ F เป็นแบบเลนซ์เฟรสเนล

แบบ C นี้เป็นรูปทรงที่นิยมใช้กันมากกว่าแบบอื่นเนื่องจากให้ความเข้มสูงกว่าแบบอื่น นอกจากนั้นการประกอบรูปทรงก็ไม่ยากนัก ดังนั้นเราจะพิจารณาคำนวณหากการกระจายความเข้มพลังงานแสงอาทิตย์ที่จุดโฟกัสของสองรูปทรง คือ รูปทรงกระบอกพาราโบลิก และแบบพาราโบลอยคัล ในการวิเคราะห์นี้เราพิจารณาทางอุดมคติเพื่อให้การวิเคราะห์ง่ายเข้า โดยตั้งสมมุติฐานเพื่อการวิเคราะห์

1. ขนาดของอาทิตย์เป็นจุดอยู่ที่อนันต์ (ลำแสงขนาน) หรือคิดเป็นมุม 22 ลิปดา ณ ตำแหน่งผิวโลก

2. ความเข้มของการแผ่รังสีสม่ำเสมอมีค่า I_0 บนพื้นผิวที่แสงอาทิตย์ตกตั้งฉาก

3. พิจารณาเฉพาะลำแสงตรงจากดวงอาทิตย์ ไม่คำนึงถึงอิทธิพลของแสงกระจาย

และบริเวณรอบดวงอาทิตย์

4. สัมประสิทธิ์การสะท้อนแสงมีค่าคงที่ไม่ขึ้นกับมุมตกกระทบ

5. สมมุติให้พื้นผิวสะท้อนแสงเป็นมันเรียบ

รูปทรงกระบอกพาราโบลิก

กำหนดขนาดของดวงอาทิตย์เป็นจุดอยู่ที่อนันต์สำหรับพิจารณากการกระจายของแสงอาทิตย์รอบผิวทอชนาครัตมี

I_0 : ความเข้มของพลังงานแสงอาทิตย์ที่ตกกระทบตั้งฉากพื้นผิว

ρ : สัมประสิทธิ์การสะท้อนของพื้นผิว

ϕ : พลังของพลังงานแสงอาทิตย์

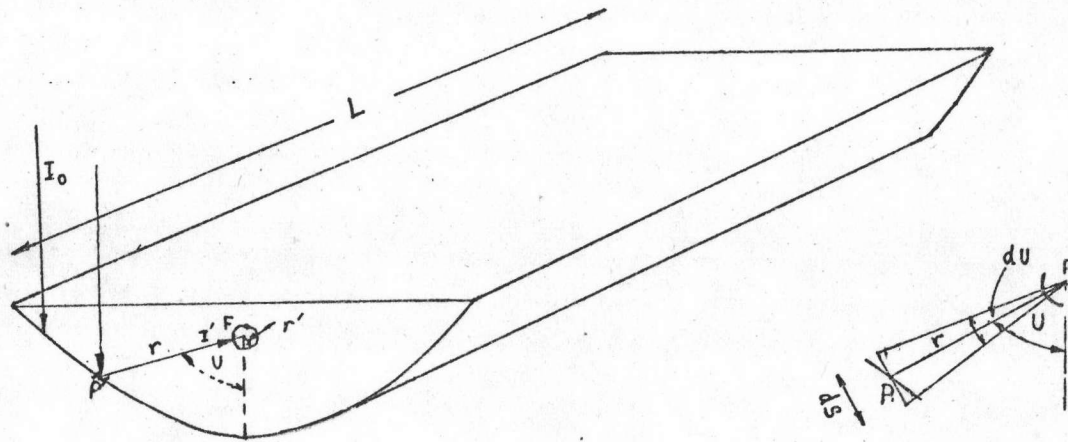
I' : ความเข้มพลังงานแสงอาทิตย์ที่จุดรวมทอ

f : ความยาว โฟกัส

r : รัศมีความโค้งพื้นผิว

r' : รัศมีของทอ

L : ความยาวของอุปกรณ์



รูป 4.4 อุปกรณ์รวมแสงแบบทรงกระบอกพาราโบลิก

พลังค์ของแสงอาทิตย์ที่จุด P

$$\begin{aligned}
 d\phi &= I_0 dA \\
 &= \rho I_0 dS dL \\
 \text{แต่} \quad dS &= r dU \\
 d\phi &= \rho I_0 r dU dL \\
 I' &= \frac{I_0 r dU dL}{dA}
 \end{aligned}$$

แต่

$$\begin{aligned}
 dA' &= r dU dL \\
 I' &= \frac{\rho I_0 r dU dL}{r dU dL} \\
 &= \frac{\rho I_0 r}{r'} \\
 r &= \frac{2f}{1+\cos U}
 \end{aligned}$$

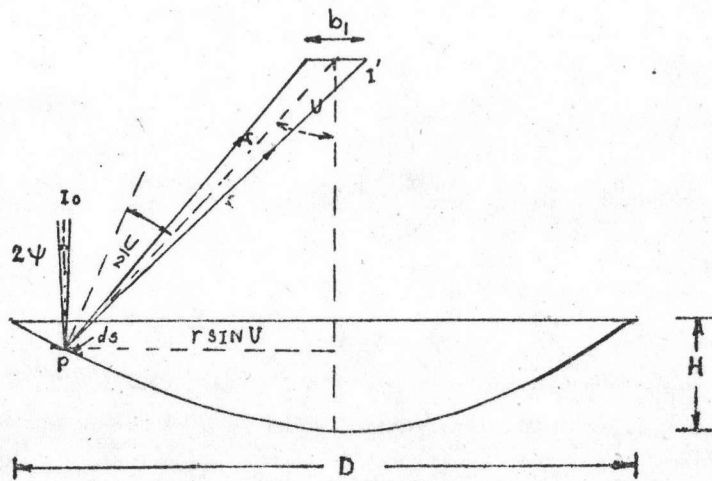
∴ อัตราส่วนความเข้มรังสี

$$\frac{I'}{I_0} = \frac{2f}{(1+\cos U) r'} \quad (4.4)$$

รูปทรงพาราโบลอยคัล

การพิจารณาการกระจายของรังสีพลังงานแสงอาทิตย์ที่บริเวณจุดโฟกัสของอุปกรณ์รับแสงแบบพาราโบลอยคัล โดยใช้สมมุติฐานขนาดดวงอาทิตย์คิดเป็นมุม 32 ลิปดา ณ.ผิวโลก ในการศึกษาการกระจายของแสงอาทิตย์บนแผ่นรับแสงที่จุดโฟกัส

- b_1 : แกนยาวของรูปวงรี
- b_2 : แกนสั้นของรูปวงรี
- r : รัศมีความโค้ง
- f : ความยาว โฟกัส
- I_0 : ความเข้มของการแผ่รังสีพลังงานแสงอาทิตย์
- 2ψ : มุมขนาดดวงอาทิตย์



รูป 4.5 อุปกรณ์รวมแสงแบบพาราโบลอยคัล

$$b_1 = 2.r \tan \psi \cdot \sec U \quad (4.5)$$

$$b_2 = 2.r \tan \psi \quad (4.6)$$

$$r = \frac{2.f}{1 + \cos U}$$

$$U_1 = \frac{\tan(f-H).2}{D}$$

โดยพิจารณาส่วนสั้น dS ใน curve ที่จุด P

$$dS = r \cdot \sec(U/2) \cdot dU$$

ทุกจุดบนวงแหวนที่มีรัศมี $r \sin U$ จะให้ภาพที่โฟกัสเป็นวงรี
พื้นที่ส่วนย่อยที่จุด P

$$dA = r \cdot \sin U \cdot dS \cdot d\alpha \quad 0 \leq \alpha \leq 2\pi$$

$$dS = r \cdot \sec(U/2) \cdot dU$$

$$dA = r^2 \cdot \sin U \cdot \sec(U/2) \cdot d\alpha \cdot dU$$

$$d\phi = I_0 \cos(U/2) dA$$

$$= r^2 I_0 \sin U \cdot d\alpha \cdot dU$$

พื้นวงรี

$$A_c = \frac{\pi b_1 b_2}{4} \quad (4.7)$$

$$= \frac{\pi r^2 \tan^2 \psi \sec U}{4}$$

$$\therefore \text{ความเข้มจุดโดยวงรี}(A_0) I' = \frac{\rho \phi}{A_c}$$

$$= \frac{\rho}{V} \int_0^{U_1} \int_0^{2\pi} \frac{r^2 I_0 \sin U \cdot d\alpha \cdot dU}{\pi r^2 \tan \psi \sec U}$$

$$= \frac{\rho I_0}{\tan^2 \psi} \int_0^{U_1} \frac{2 \sin U \cos U \cdot dU}{r^2 \sec U}$$

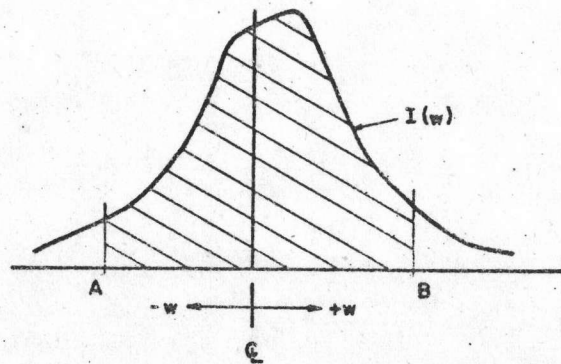
$$= \frac{\rho I_0}{\tan^2 \psi} \int_V^{U_1} 2 \sin U \cos U \cdot dU$$

$$\therefore \text{อัตราส่วนความเข้ม} \quad \frac{I'}{I_0} = \frac{\rho (\sin^2 U_1 - \sin^2 V)}{\tan^2 \psi} \quad (4.8)$$

อินเตอร์เฟอเรนซ์แฟคเตอร์

เมื่อพิจารณาการกระจายรังสีที่จุดโฟกัสมีความสัมพันธ์กับระยะทางบนพื้นที่ของจุดโฟกัสที่แสดงในรูป 5.6 จะเห็นว่ากราฟในรูป 5.6 เพี้ยนจากอวกาศในรูป 5.2 เนื่องจากการแย่งรังสีจากดวงอาทิตย์มีค่าไม่สม่ำเสมอ คือ บริเวณตรงกลางของดวงอาทิตย์มีความเข้มของแสงสูงกว่าบริเวณรอบนอก รูป 5.6 เป็นพลังงานทั้งหมดที่ไต่รับที่จุดโฟกัส แต่ได้เลือกขนาดของตัวคูณพลังงานความร่อนจาก A ถึง B ดังนั้นอินเตอร์เฟอเรนซ์แฟคเตอร์มีค่า

$$\gamma = \frac{\int_A^B I(w) \cdot dw}{\int_{-\infty}^{\infty} I(w) \cdot dw} \quad (4.9)$$



รูป 5.6 การกระจายของฟลักซ์ที่จุดโฟกัสซึ่งมีขนาดตัวคูณแสงเท่ากับ AB