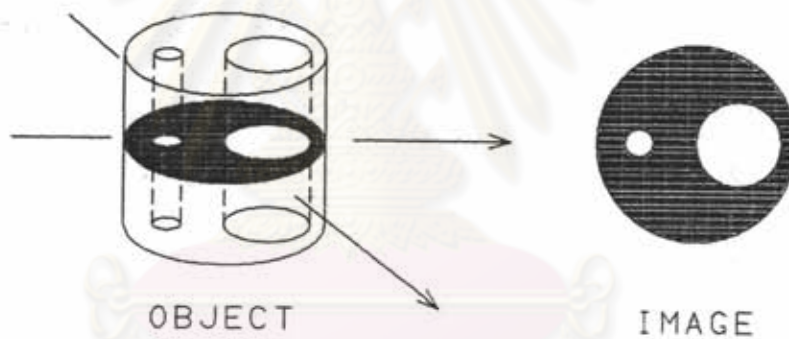




2.1 หลักการสร้างภาพตัดขวาง

การสร้างภาพของเครื่องซีที ซึ่งมีลักษณะเป็นภาพตัดขวางสองมิติเกิดจากการจำแนกสัมประสิทธิ์การลดทอนความเข้มรังสีของเนื้อวัสดุ จากการส่งผ่านรังสีผ่านระนาบใดระนาบหนึ่งในลักษณะตัดขวางที่ได้จากการวัดรังสีรอบทิศทางของวัสดุ เมื่อนำข้อมูลมาวิเคราะห์หาค่าแห่งของค่าสัมประสิทธิ์ของการลดทอนความเข้มรังสี ด้วยวิธีการคำนวณทางคณิตศาสตร์ที่เหมาะสมจะได้ภาพตัดขวางของวัสดุนั้น



รูปที่ 2.1 แสดงระนาบตัดขวางของชิ้นงาน

ทฤษฎีการสร้างภาพตัดขวางอาศัยความสัมพันธ์ของข้อมูลสัมประสิทธิ์การลดทอนความเข้มรังสีส่งผ่านตามแนวและมุมบนระนาบของวัสดุ แล้วนำไปสร้างภาพตัดขวางในลักษณะแบ็กโปรเจกชันดังในรูปที่ 2.1 สามารถบ่งบอกรายละเอียดค่าแห่งของช่องภายในวัสดุได้ ในขณะที่ภาพถ่ายรังสีแบบฉายผ่านไม่สามารถให้รายละเอียดนี้ได้

2.2 สัมประสิทธิ์การลดทอนความเข้มรังสีของวัตถุ

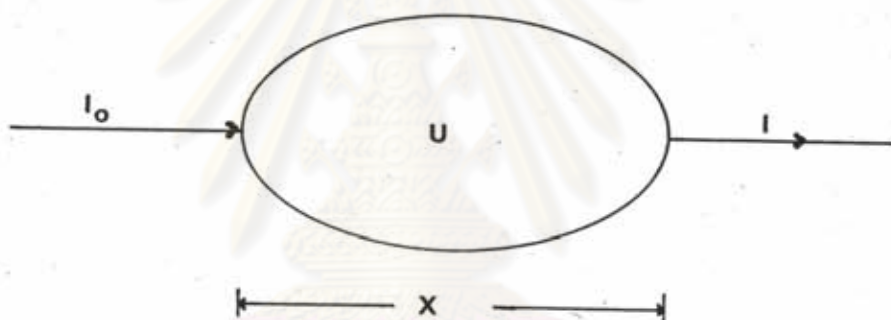
จากรูป 2.2 ถ้าฉายรังสีพลังงานเดี่ยวที่มีความเข้ม I_0 ผ่านเข้าไปในวัตถุที่เป็นสารเนื้อเดียวกันตลอด มีความหนา x รังสีที่ทะลุออกมาจากวัตถุมีความเข้มลดลงเป็น I ความสัมพันธ์

$$I = I_0 \exp(-\mu x) \dots\dots\dots (1)$$

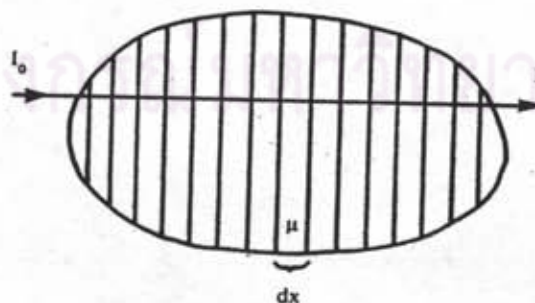
เมื่อ μ คือ สัมประสิทธิ์การลดทอนความเข้มรังสี

หากวัตถุมีเนื้อสารหลายชนิดประกอบกันเป็นก้อน ค่าสัมประสิทธิ์การลดทอนความเข้มรังสีจะพิจารณาโดยการแบ่งวัตถุออกเป็นแถบเล็กๆ ที่มีความหนา dx เท่ากันจำนวนมาก ดังรูปที่ 2.3 ความหนา dx นั้นเล็กมากจนเสมือนหนึ่งในแถบเล็ก ๆ นั้นมีสารเพียงเนื้อเดียว ความสัมพันธ์ระหว่าง I_0, I, μ และความหนาของตัวกลาง x จะเป็นไปตามสมการ (2)

$$I = I_0 \exp \int -\mu dx \dots\dots\dots (2)$$



รูปที่ 2.2 แสดงความสัมพันธ์ระหว่าง I_0, I และความหนา x ของวัตถุที่เป็นสารเนื้อเดียวตลอด

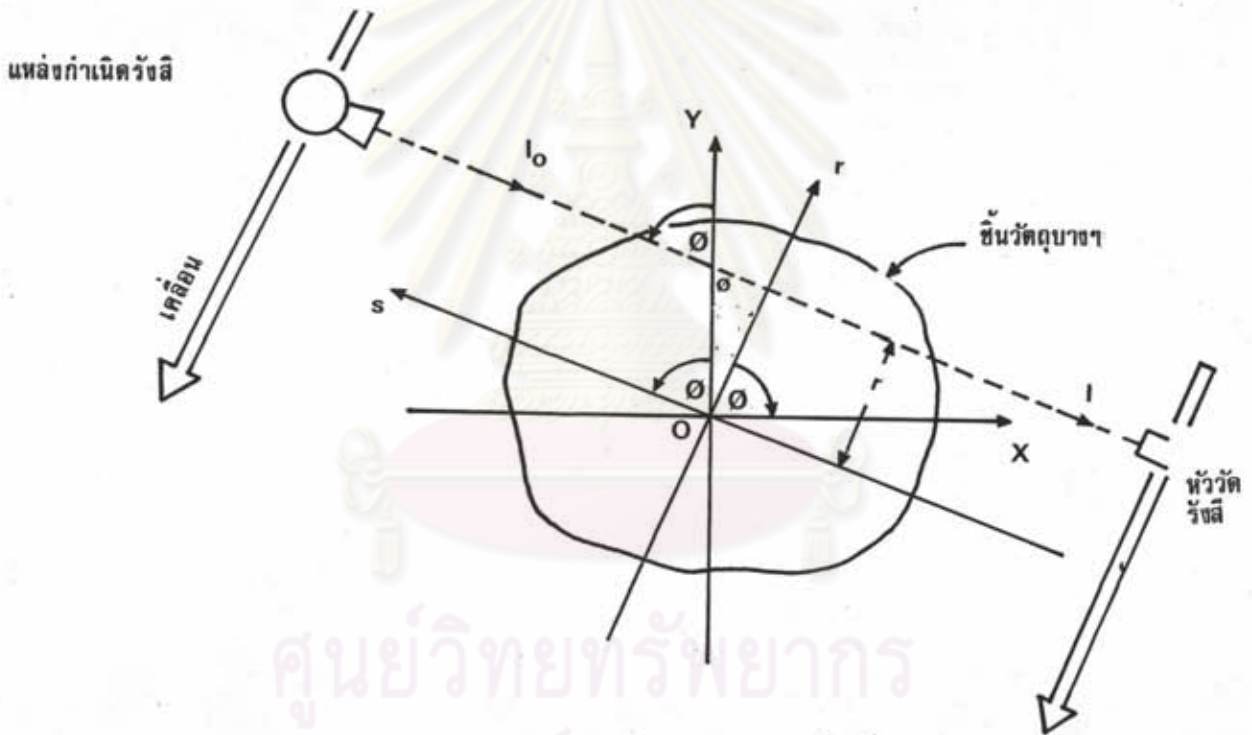


รูปที่ 2.3 แสดงความสัมพันธ์ระหว่าง I_0, I, μ และความหนาของตัวกลางที่มีเนื้อสารหลายชนิด

2.3 นิยามของเรย์ซัม (Ray-Sum)

จากรูปที่ 2.4 ถ้ากำหนดให้วัตถุชิ้นบาง ๆ วางอยู่บนระนาบ x,y ทุก ๆ จุดบนระนาบนี้ อธิบายด้วยโคออดิเนต (x,y) และลำรังสีขนาดเล็กพุ่งออกจากแหล่งกำเนิดรังสีที่มุม ϕ กับแกน y เพื่อความสะดวกจะอธิบายด้วยโคออดิเนต (r,s) ของระนาบการเคลื่อนที่ของต้นกำเนิดรังสีและหัววัดรังสี ลำรังสีแต่ละลำอธิบายได้ด้วยโคออดิเนต (r, ϕ) ความสัมพันธ์ระหว่าง I_0 และ I สามารถเขียนแทนได้ด้วยสมการ (3)

$$I = I_0 \exp [-\int_{r,\phi} \mu(x,y) ds] \dots\dots\dots (3)$$



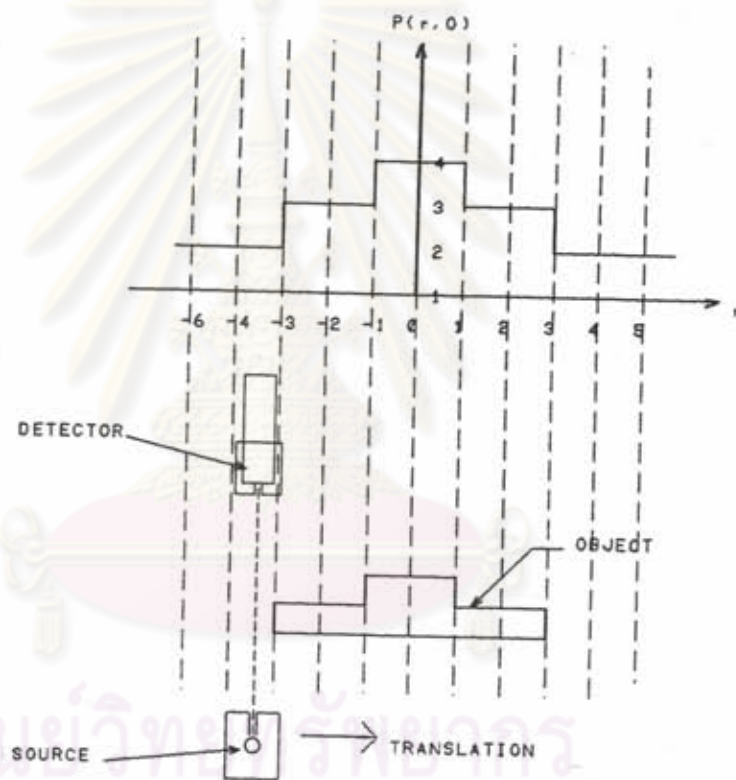
รูปที่ 2.4 แสดงเรขาคณิตของรังสีที่เดินทางผ่านวัตถุชิ้นบาง ๆ การกำหนดตำแหน่งทุก ๆ จุดบนระนาบที่ลำรังสีผ่าน อธิบายด้วยมุม ϕ วัดเทียบกับแกน y

จากสมการ (3) เทอมที่อยู่ในวงเล็บ หมายถึงการอินทิเกรตตามเส้นทางที่ถูกกำหนดด้วยโคออร์ดิเนต (r,s) สำหรับมุม ϕ มุมใดมุมหนึ่งเท่านั้น สมการ (3) สามารถเขียนได้อีกรูปหนึ่งคือ

$$P(r,\phi) = -\ln(I/I_0) = \int_{r,\phi} \mu(x,y) ds \dots\dots\dots (4)$$

$P(r, \phi)$ เป็นเทอมที่กำหนดขึ้นมาเรียกว่าเรย์ซัม (Ray-Sum) เป็นค่าที่สามารถวัดได้จากการทดลองที่มุม ϕ ใดๆ การเคลื่อนที่ในแนวเส้นตรงเพื่อรับข้อมูลวัดรังสี (Translation) เป็นการเปลี่ยนค่า r จะได้ชุดข้อมูลที่สมบูรณ์ของเรย์ซัมสำหรับมุม ϕ นั้น ชุดข้อมูลดังกล่าวนี้เรียกว่าโพรไฟล์ (Profile) ดังรูปที่ 2.5 ความสัมพันธ์ระหว่างโคออดิเนต (x, y) และ (r, ϕ) เป็นไปตามสมการดังนี้

$$r = x \cos \phi + y \sin \phi \dots \dots \dots (5)$$

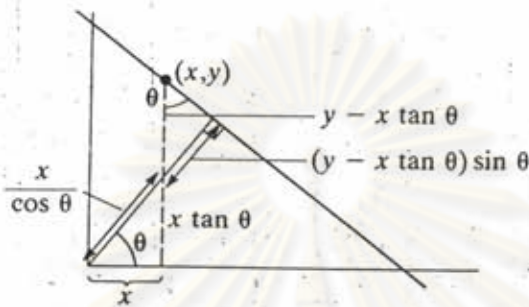


รูปที่ 2.5 การเคลื่อนที่ตัดในแนวเส้นตรงของลำรังสีผ่านระนาบของวัตถุที่มุม ϕ ใด ๆ หัววัดรังสีจะบันทึกข้อมูลไว้ 1 โพรไฟล์

ค่าของ $\mu(x, y)$ จะบ่งบอกถึงความหนาแน่นของตัวกลาง ถ้าค่า $\mu(x, y)$ มีค่าสูง แสดงว่าตัวกลางนั้นมีความหนาแน่นสูงลดทอนความเข้มของรังสีได้ดี $\mu(x, y)$ ที่มีค่าต่ำแสดงว่าตัวกลางนั้นมีความหนาแน่นต่ำลดทอนความเข้มของรังสีได้น้อย ดังนั้นในระนาบใด ๆ ของวัตถุที่สนใจ ถ้าคำนวณค่า $\mu(x, y)$ บนทุก ๆ จุดในระนาบนั้นได้ ก็สามารถนำค่า $\mu(x, y)$ มาเรียง

กัน ในตำแหน่งที่สอดคล้องกับตำแหน่งบนระนาบจริงของภาคตัดขวางวัตถุ และนำมาสร้างภาพได้ ดังนั้น ทฤษฎีการสร้างภาพ (Image reconstruction) จึงมุ่งหาคำตอบจากสมการ (4)

2.4 การหาระยะทางที่สั้นที่สุดจากจุดกำเนิด



$$\begin{aligned}
 r &= \frac{x}{\cos \theta} + (y - x \tan \theta) \sin \theta \\
 &= \frac{x}{\cos \theta} + y \sin \theta - x \frac{\sin^2 \theta}{\cos \theta} \\
 &= x \left(\frac{1 - \sin^2 \theta}{\cos \theta} \right) + y \sin \theta = x \cos \theta + y \sin \theta
 \end{aligned}$$

รูปที่ 2.6 แสดงการหาระยะทางสั้นที่สุดจากจุดกำเนิดไปยังโลกัศ (Locus) ของจุด x,y

จากรูปที่ 2.6 บนระนาบโคออร์ดิเนต x,y จุด (x,y) ใดๆ จะมีเส้นตรงจำนวนมากที่มีความชันต่าง ๆ ผ่านจุดนั้นอยู่ เพื่อความสะดวกกำหนดให้ AB เป็นเส้นตรงเส้นหนึ่งทีผ่านจุด (x,y) ระยะทางสั้นที่สุดไปถึงโลกัศของจุดใด ๆ บนเส้นตรง AB คือ เส้นตรงที่ลากไปตั้งฉากกับเส้นตรง AB และทำมุม θ กับแกน x

จากรูปเรขาคณิตดังกล่าวเส้นตรงที่สั้นที่สุด คือ r ซึ่งจะมีความสัมพันธ์ดังสมการ

$$r = x \cos \theta + y \sin \theta \dots \dots \dots (6)$$

2.5 การสร้างภาพด้วยวิธี Back-projection

ถ้าให้ลำรังสีเคลื่อนที่ตัดในแนวเส้นตรงไปในวัตถุที่เราสนใจครึ่งละหนึ่งโพรไฟล์ ซึ่งประกอบด้วยเรย์ซิม หรือ $P(r, \phi)$ จำนวนหนึ่ง ถ้าเปลี่ยนมุมรังสีไปจากแนวเดิมครึ่งละ m องศาจนครบ 180 องศา จะได้โพรไฟล์ทั้งหมด $180/m$ โพรไฟล์ การสร้างภาพตัดขวางเป็นการนำค่าโพรไฟล์ที่วัดได้ไปคำนวณสร้างภาพ

การคำนวณสร้างภาพตามวิธีการนี้ ไม่ได้คำนวณหาค่าสัมประสิทธิ์การลดทอนความเข้มรังสีในระนาบที่สนใจ แต่เป็นการจำแนกค่าที่สอดคล้องกับสัมประสิทธิ์การลดทอนพลังงาน คือ $\mu_1(x,y)$ แทนโดยที่

$$\mu_1(x,y) = \sum_{i=1}^m P(r, \phi) \Delta\phi \dots\dots\dots (7)$$

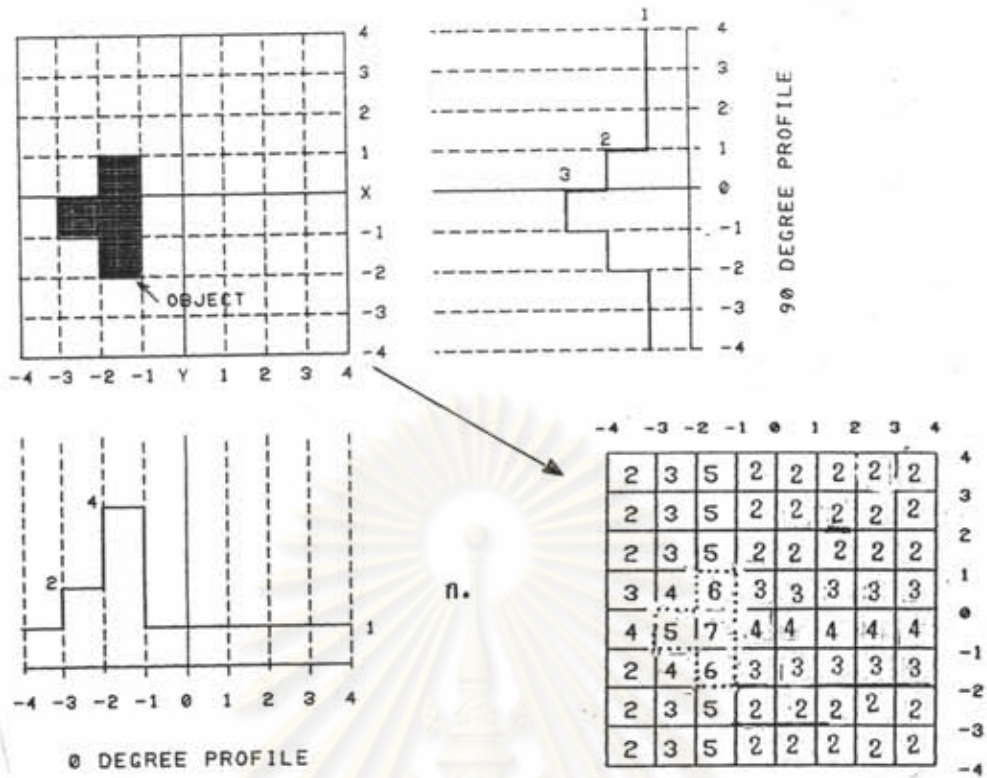
ในการสร้างภาพนั้นต้องนำค่า $\mu_1(x,y)$ มาเรียงตามตำแหน่ง x,y ที่สอดคล้องกันกับค่า r ที่มุม ϕ จากสมการที่ (6) สามารถจะหาความสัมพันธ์ระหว่าง x,y,r และ ϕ ได้ดังนี้

$$r_i = x \cos \phi_i + y \sin \phi_i \dots\dots\dots (8)$$

จากสมการที่ (7) และ (8) m คือจำนวนโพรไฟล์ทั้งหมด ϕ คือ มุมของโพรไฟล์นั้น $\Delta\phi$ คือ ระยะห่างเชิงมุมระหว่างโพรไฟล์มีค่าเท่ากับ π/m

การสร้างภาพตามสมการที่ (7) และ (8) เกิดจากการนำเอาค่า $P(r,\phi)$ ที่มี r และ ϕ เหมาะสม มารวมกันตรงตำแหน่งโคออดิเนต (x,y) ใด ๆ บนระนาบ xy มาสร้างภาพ ดังแสดงในรูปที่ 2.7 ซึ่งจะเลือกแสดงด้วยโพรไฟล์เพียงสองมุม คือ ที่มุม 0 องศา กับมุม 90 องศาเท่านั้น เมื่อนำโพรไฟล์ทั้งสองมาซ้อนกันอย่างเหมาะสมตามตำแหน่งที่สอดคล้องกับค่า $P(r,0)$ และ $P(r,90)$ ค่าที่ได้จากการจำแนกด้วยสมการจะทับกันและเสริมกันด้วยค่าที่สูงขึ้น ทำให้ได้ภาพตัดขวางของวัตถุนั้นปรากฏขึ้น ถ้าหากเพิ่มจำนวนโพรไฟล์แล้วภาพที่ได้จะชัดเจนมากขึ้นกว่าการใช้โพรไฟล์เพียงสองมุม

จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย



รูปที่ 2.7 แสดงการเกิดภาพตามวิธีการ Back - Projection

ก. โพรไฟล์ของวัตถุที่บันทึกได้ในสองทิศทาง คือ 0 องศา และ 90 องศา

ข. โพรไฟล์ ในรูป ก. นำมาซ้อนกันอย่างเหมาะสมเพื่อนำไปสร้างภาพทำให้เห็นเป็นภาพของวัตถุขึ้น

2.6 Convolution Back Projection

การสร้างภาพด้วยวิธี Back-projection มีข้อเสียคือเกิด Star artifact และปัญหา Blurring ซึ่งแปรผกผันกับ s เมื่อ s คือระยะห่างจาก Source กับ Detector จึงต้องใช้สมการทางคณิตศาสตร์เข้ามาช่วย

สมการทางคณิตศาสตร์ที่นิยมใช้กันได้น่า Convolution function หรือ Filter function มีวิธีการคำนวณดังนี้

$$Q(r) = K_m \cdot \pi r \sin(2\pi K_m r) - \sin^2(\pi K_m r) \dots \dots (9)$$

Q(r) คือ convolution function

$$\text{ให้ } P^*(r, \phi) = P(r, \phi) Q(r) \dots\dots\dots (10)$$

โดย K_m = ความถี่สูงสุด (maximum spatial frequency)
ของภาพที่จะแสดงออกได้

แทนค่าสมการ (9) ลงใน (10) และใช้ Convolution theorem

$$P^*(r, \phi) = K_m P(r, \phi) - \int_{-r}^r P(r, \phi) \sin^2(\pi K_m (r-r')) dr' \dots (11)$$

$$\mu(x, y) = \int P^*(r, \phi) d\phi = \sum_{i=1}^m P^*(r, \phi) \Delta\phi \dots\dots\dots (12)$$

เมื่อนำค่า $\mu(x, y)$ จากสมการ (12) ไปสร้างภาพจะได้คุณภาพที่ดีขึ้น ซึ่งวิธีการสร้างภาพวิธีนี้จะเรียกว่า Convolution back projection

ศูนย์วิทยทรัพยากร
จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย