



## หลักการและทฤษฎีของโทรทรรศน์วิทยุ

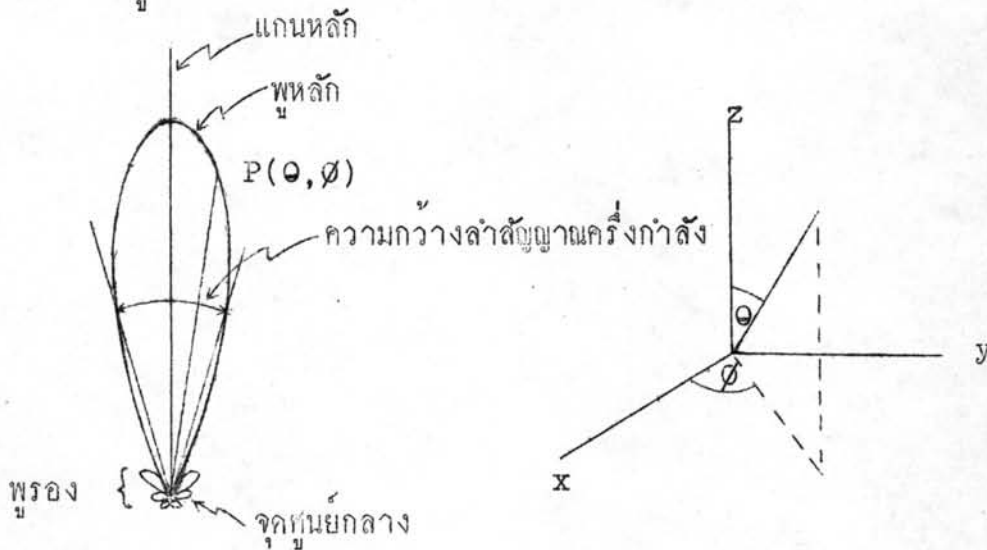
โทรทรรศน์วิทยุเป็นอุปกรณ์สำคัญที่ใช้สำหรับสังเกตการณ์ในทางดาราศาสตร์วิทยุ ( radio astronomy ) ทำหน้าที่รับและขยายสัญญาณวิทยุที่ปล่อยออกมาจากวัตถุในอวกาศ แล้วเปลี่ยนสัญญาณนั้นให้อยู่ในรูปของกระแสไฟฟ้า เพื่อใช้ขับเคลื่อนแอมมิเตอร์หรือเครื่องบันทึกสัญญาณชนิดอื่น ๆ ให้สามารถทำงานได้ โทรทรรศน์วิทยุมีส่วนประกอบที่สำคัญ 2 ส่วนดังนี้

### 1. สายอากาศ ( Antenna )

โดยทั่วไปสายอากาศทำหน้าที่รับหรือส่งคลื่นวิทยุ แต่ในทางดาราศาสตร์วิทยุ มักใช้สายอากาศทำหน้าที่รวบรวมและรับคลื่นวิทยุที่ปล่อยออกมาจากวัตถุในอวกาศ คลื่นวิทยุเป็นคลื่นแม่เหล็กไฟฟ้า เมื่อเคลื่อนที่มากกระทบสายอากาศจะเหนี่ยวนำให้เกิดกระแสหรือความต่างศักย์ขึ้นในสายอากาศ สัญญาณวิทยุจึงถูกเปลี่ยนเป็นสัญญาณไฟฟ้า แล้วถูกส่งต่อไปยังเครื่องรับ หลักการและพารามิเตอร์ ( parameter ) ที่สำคัญของสายอากาศมีดังนี้

1.1 แผนภูมิกำลัง ( Power pattern ) คลื่นวิทยุที่ตกกระทบสายอากาศในทิศทางต่างๆกันจะสามารถเหนี่ยวนำให้เกิดกระแสไฟฟ้าขึ้นในสายอากาศได้ไม่เท่ากัน เฉพาะบางทิศทางเท่านั้นที่สามารถเหนี่ยวนำให้เกิดกระแสไฟฟ้าสูงสุด กำลัง ( power ) ที่เครื่องรับได้รับเมื่อมีคลื่นวิทยุตกกระทบสายอากาศในทิศทางต่างๆแสดงได้ด้วยแผนภูมิเชิงขั้ว ( polar diagram ) ซึ่งมีชื่อเรียกเฉพาะว่าแผนภูมิกำลัง สายอากาศมีได้หลายชนิดเช่น แบบขั้วคู่ ( dipole ) แบบเกลียว ( helix ) แบบยาگی ( yagi ) และแบบลำโพง ( horn ) เป็นต้น แต่ละแบบจะมีแผนภูมิกำลังต่างกัน คลื่นวิทยุที่มาจากอวกาศมักมีความเข้มค่า โดยทั่วไปจะสร้างจานสะท้อนคลื่นวิทยุรูปพาราโบลา ( parabola ) เพื่อสะท้อนคลื่นวิทยุไปรวมกันที่จุดโฟกัสแล้วจึงรับคลื่นวิทยุนั้นด้วยสายอากาศซึ่งติดตั้งอยู่ที่จุดโฟกัสอีกที่หนึ่ง

ความเข้มของคลื่นวิทยุที่แต่ละจุดบนระนาบโพกัสของจานสายอากาศมีค่าไม่เท่ากัน ทั้งนี้ เพราะเกิดการเลี้ยวเบน (diffraction) ของคลื่นวิทยุที่จานสายอากาศ แผนภูมิกำลังของจานสายอากาศรูปพาราโบลาเขียนในระบบแกนโพลาร์ ( polar coordinate) มีลักษณะดังในรูป 4.1



รูป 4.1 แสดงแผนภูมิกำลังของจานสายอากาศรูปพาราโบลา แกน z แกนทับแกนหลัก ซึ่งเป็นแกนสมมาตรของจาน

แผนภูมิกำลังของจานสายอากาศมีลักษณะเป็นพหุ ( lobe ) โดยมีพหุหลัก ( main lobe ) อยู่ตรงกลาง 1 พหุและพหุรอง ( minor lobe ) ขนาดเล็ก ๆ หลายพหุอยู่รอบ ๆ พหุเหล่านี้ มีรูปร่างเป็น 3 มิติ ตามทฤษฎีแต่ละพหุมีลักษณะสมมาตรรอบแกนสมมาตรของจานพาราโบลา ดังนั้นลักษณะของพหุใน 3 มิติก็คือรูปทรงที่โคจรจากการหมุนแผนภูมิกำลังในรูป 4.1 ไปรอบแกนหลัก แผนภูมิกำลังมีความสำคัญต่อกำลังแยกของจานสายอากาศ ถ้าพหุหลักของแผนภูมิกำลังมีขนาดเชิงมุมแคบ จานสายอากาศจะมีกำลังแยกสูง ขนาดของพหุหลักบอกได้หลายวิธี เช่น บอกเป็นความกว้างเชิงมุม (angular width) ของพหุหลักตรงตำแหน่งที่ทำให้กำลังของคลื่นวิทยุลดลงครึ่งหนึ่งจากกำลังสูงสุดที่สายอากาศสามารถรับได้ เรียกความกว้างเชิงมุมตรงตำแหน่งนี้ว่า ความกว้างลำสัญญาณครึ่งกำลัง (half-power beam width) ดังที่แสดงไว้ในรูป 4.1 ความกว้างลำสัญญาณครึ่งกำลังมีความสัมพันธ์กับขนาดของจาน

สายอากาศและความยาวคลื่นวิทยุที่รับโดยประมาณดังนี้

$$\theta \approx \frac{\lambda}{D} \quad (\text{Kundu, 1965}) \quad (4.1)$$

เมื่อ  $\theta$  = ความกว้างลำสัญญาณครึ่งกำลัง (เรเดียน)

$\lambda$  = ความยาวคลื่นวิทยุที่งานสายอากาศรับ (เซนติเมตร)

$D$  = เส้นผ่านศูนย์กลางของงานสายอากาศ (เซนติเมตร)

สำหรับพวกรังมีความสำคัญน้อย เพราะกำลังสูงสุดที่พวกรังรับได้น้อยกว่ากำลังสูงสุดของพหุหลักมาก ดังนั้นจึงพิจารณาแต่พหุหลักเป็นสำคัญ (Kundu, 1965)

เนื่องจากแผนภูมิกำลังของงานสายอากาศมีทั้งพหุหลักและพวกรัง แต่ละพหุมีขนาดและรูปร่างแตกต่างกัน ในการบอกกำลังแยกของงานสายอากาศใน 2 มิติ จึงอาจบอกเป็นขนาดของมุมตันที่รองรับผลรวมของพหุหลักและพวกรังได้ เรียกมุมตันนี้ว่า มุมตันของลำสัญญาณรวม (beam solid angle) ซึ่งหาได้จากสมการ

$$\Omega_A = \iint_{4\pi} \frac{P(\theta, \phi)}{P(\theta, \phi)_{\max}} d\Omega \quad (4.2)$$

เมื่อ  $\Omega_A$  = มุมตันของลำสัญญาณรวม (สเตอเรเดียน)

$P(\theta, \phi)$  = กำลังที่งานสายอากาศรับได้ในทิศทาง  $\theta$  และ  $\phi$  ใด ๆ (วัตต์ต่อสเตอเรเดียน)

$P(\theta, \phi)_{\max}$  = กำลังสูงสุดที่งานสายอากาศรับได้ (วัตต์ต่อสเตอเรเดียน)

$d\Omega$  =  $\sin\theta d\theta d\phi$   $\theta$  และ  $\phi$  เป็นมุมตามรูป 4.1 มีหน่วยเป็นเรเดียน

ในกรณีที่พิจารณาเฉพาะพหุหลักของแผนภูมิกำลังเท่านั้น จะได้ว่า

$$\Omega_M = \iint_{\text{พหุหลัก}} \frac{P(\theta, \phi)}{P(\theta, \phi)_{\max}} d\Omega \quad (4.3)$$

เมื่อ  $\Omega_M$  = มุมตันของลำสัญญาณพหุหลัก (main-beam solid angle) (สเตอเรเดียน)

ถ้ามีแหล่งกำเนิดสัญญาณกระจายอย่างสม่ำเสมอบนท้องฟ้า จำนวนของแหล่งกำเนิดสัญญาณ ( $N_r$ ) ที่สายอากาศสามารถแยก (resolve) ได้มีความสัมพันธ์โดยประมาณกับมุมตันของลำสัญญาณหลัก ตามสมการ

$$N_r = \frac{4\pi}{\Omega_M} \quad (\text{Kraus, 1966}) \quad (4.4)$$

1.2 ความสามารถกำหนดทิศทาง (Directivity) เนื่องจากสายอากาศมีความสามารถในการส่งคลื่นวิทยุเหมือนกับการรับคลื่นวิทยุ ความสามารถดังกล่าวในทิศทางต่างๆ มีไม่เท่ากัน ในกรณีที่ใช้สายอากาศทำหน้าที่ส่งคลื่นวิทยุ ความเข้มของคลื่นวิทยุที่ส่งออกไปในทิศทางต่างๆจะเป็นไปตามแผนภูมิกำลังของสายอากาศนั้น โดยจะมีค่าสูงสุดในทิศทางหนึ่งเท่านั้น โดยปกติความเข้มนี้จะมีค่าสูงกว่าความเข้มของคลื่นวิทยุเฉลี่ยทุกทิศทางรอบสายอากาศ อัตราส่วนระหว่างความเข้มสูงสุดกับความเข้มเฉลี่ยนี้เรียกว่า ความสามารถกำหนดทิศทางหรือเขียนเป็นสมการได้ว่า

$$D = \frac{U(\theta, \phi)_{\max}}{U_{\text{ave}}} \quad (4.5)$$

เมื่อ  $D$  = ความสามารถกำหนดทิศทาง (ไม่มีหน่วย)

$U(\theta, \phi)_{\max}$  = ความเข้มของคลื่นวิทยุสูงสุด (วัตต์ต่อสเตอเรเดียน)

$U_{\text{ave}}$  = ความเข้มของคลื่นวิทยุโดยเฉลี่ยทุกทิศทางรอบสายอากาศ (วัตต์ต่อสเตอเรเดียน)

จากสมการ 4.3 จะเห็นว่ายิ่ง  $U(\theta, \phi)_{\max}$  มีค่ามากกว่า  $U_{\text{ave}}$  ค่า  $D$  ยิ่งมีค่าสูงขึ้นด้วย แสดงว่าถ้าสายอากาศมีความสามารถกำหนดทิศทางสูง คลื่นวิทยุจะถูกส่งออกไปเป็นลำแคบๆ ในทิศทางหนึ่งมากด้วย ดังนั้นความสามารถกำหนดทิศทางจึงมีความสัมพันธ์กับมุมตันลำสัญญาณรวมซึ่งเน้นไปตามสมการ

$$D = \frac{4\pi}{\Omega_A} \quad (4.6)$$

ถ้าใช้จานสายอากาศรับคลื่นวิทยุ เมื่อแหล่งกำเนิดคลื่นวิทยุอยู่ในแนวที่จานส่งกำลังออกได้มากที่สุด ( $U(0,0)$  มีค่าสูงสุด) จานสายอากาศจะรับพลังงานจากแหล่งกำเนิดนั้นได้แรงที่สุดเช่นกัน และถ้าเลื่อนจานให้แหล่งกำเนิดไปอยู่ในแนวที่จานสายอากาศส่งกำลังออกได้น้อยๆ ( $U(0,0)$  มีค่าน้อยๆ) จานสายอากาศก็จะรับพลังงานจากแหล่งกำเนิดได้เพียงอ่อนๆเช่นกัน

เมื่อเปรียบเทียบ  $\Omega_M$  และ  $\Omega_A$  จากสมการ 4.2 และ 4.3 จะได้ว่า

$$\Omega_M \leq \Omega_A$$

ฉะนั้น  $N_T \geq D$

หรืออาจประมาณว่า  $N_T \approx D$  (4.7)

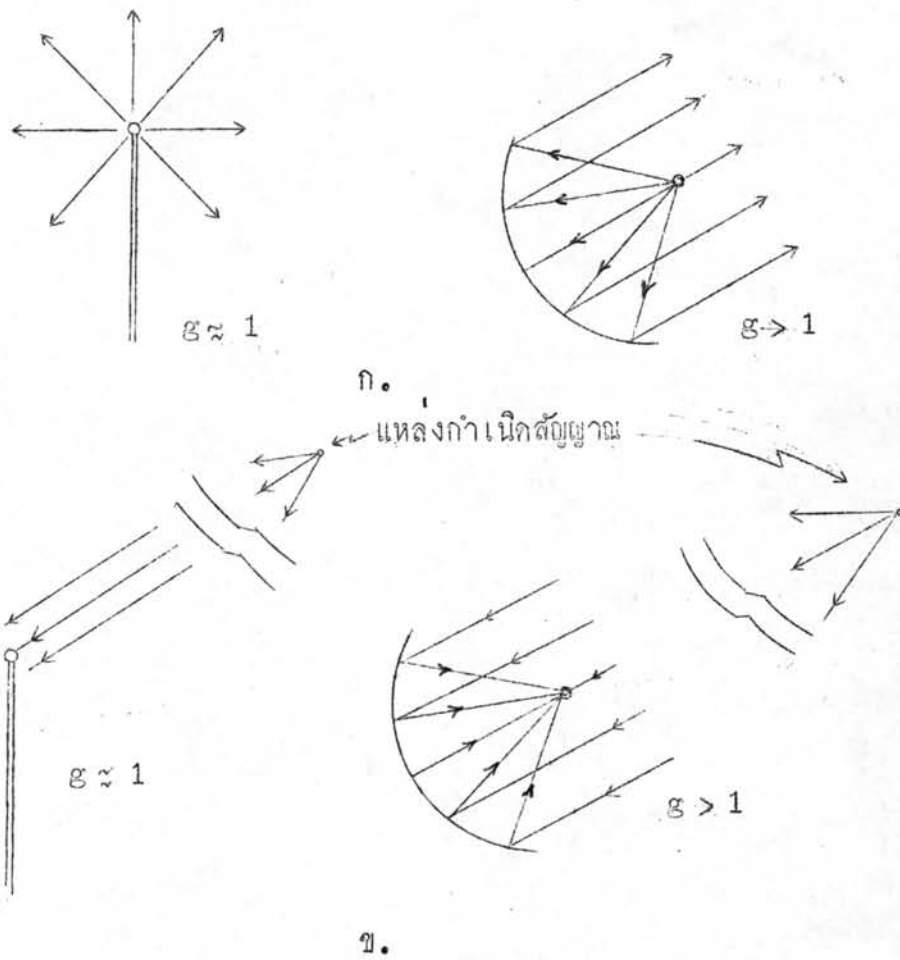
ดังนั้น ความสามารถกำหนดทิศทางจึงใช้บอกกำลังแยกใน 2 มิติของจานสายอากาศได้เช่นกัน (Kraus, 1966)

1.3 กำลังขยายของสายอากาศ (Antenna gain) ในกรณีที่สายอากาศทำหน้าที่ส่งคลื่นวิทยุ เมื่อป้อนพลังงานให้กับสายอากาศจำนวนหนึ่ง พลังงานจะถูกส่งออกไปจากสายอากาศ ความสามารถในการส่งพลังงานออกไปตามทิศทางที่ต้องการของสายอากาศนี้เรียกว่ากำลังขยายของสายอากาศ ซึ่งกำหนดดังนี้ ถ้าความแรงเฉลี่ยของคลื่นวิทยุที่ส่งออกไปจากสายอากาศในทุกทิศทางเป็น 1 วัตต์ต่อสเตอเรเดียน กำลังรวมของคลื่นวิทยุที่ส่งออกไปจึงมีค่าเป็น  $4\pi W$  วัตต์ เมื่อป้อนกำลัง  $4\pi W$  วัตต์ให้กับสายอากาศ สายอากาศจะส่งคลื่นวิทยุออกมาในทิศทางต่างๆตามแผนภูมิกำลังของจานสายอากาศ โดยที่ความแรงของคลื่นวิทยุในแนวแกนหลักของสายอากาศมีค่าเป็น  $W(0,0)$  วัตต์ต่อสเตอเรเดียน ( $\theta=0, \phi=0$ ) กำหนดกำลังขยายของสายอากาศ ( $G$ ) เขียนเป็นความสัมพันธ์ได้ตามสมการ

$$G = \frac{W(0,0)}{W} \quad (4.8)$$

เมื่อใช้จานสายอากาศนี้รับคลื่นวิทยุจากท้องฟ้า จานจะรับคลื่นจากทิศทางใดทิศทางหนึ่งเท่านั้น ถ้าจานมีกำลังขยาย ( $G$ ) สูง คลื่นวิทยุที่รับได้จากทิศทางใดทิศทางหนึ่งนั้นก็แรงตามกำลังขยายด้วย





รูป 4.2 แสดงกำลังขยายของสายอากาศ ก. เมื่อสายอากาศทำหน้าที่ส่งคลื่นวิทยุ  
ข. เมื่อสายอากาศทำหน้าที่รับคลื่นวิทยุ

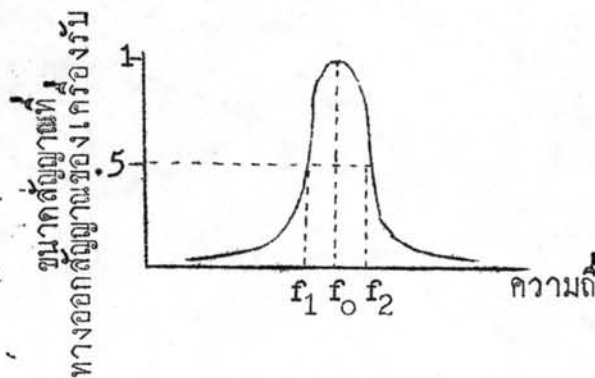
งานสายอากาศจึงทำหน้าที่รวบรวมคลื่นวิทยุ จากทิศทางหนึ่งส่งไปที่ขั้วสายอากาศหรือ  
ลำโพงรับสัญญาณ (โปรคคูปภาพประกอบที่ 4.2) ซึ่งคล้ายกับว่าคลื่นวิทยุจากแหล่งกำเนิด  
เคลื่อนที่เข้าหาขั้วสายอากาศหรือลำโพงรับสัญญาณหลายทิศทาง

## 2. เครื่องรับ (Receiver )

คืออุปกรณ์ทางอิเล็กทรอนิกส์ทำหน้าที่เปลี่ยนสัญญาณไฟฟ้าความถี่สูงที่รับมาจาก  
สายอากาศให้เป็นความถี่ต่ำ และขยายสัญญาณนั้นให้มีกำลังเพียงพอที่จะทำให้เครื่อง  
แสดงผล ( indicating instrument ) ชนิดต่าง ๆ เช่น แอมมิเตอร์หรือ

เครื่องรับที่ศึกษาผลงานบนกระดาษกราฟทำงานได้ นอกจากนี้เครื่องรับยังทำหน้าที่กำหนดความถี่และช่วงกว้างของความถี่ของคลื่นวิทยุที่จะรับด้วย เครื่องรับที่ใช้ในทางดาราศาสตร์วิทยุมีหน้าที่และหลักการทำงานเช่นเดียวกับเครื่องรับที่ใช้ในงานอื่นๆ สำหรับพารามิเตอร์ที่สำคัญของเครื่องรับมีดังนี้

**2.1 ช่วงกว้างความถี่ ( Bandwidth )** เมื่อคลื่นหลายๆความถี่ต่อเนื่องกันตกกระทบบนสายอากาศ คลื่นวิทยุเฉพาะช่วงความถี่แคบๆช่วงหนึ่งเท่านั้นที่สามารถผ่านเข้าเครื่องรับได้ โดยเครื่องรับจะทำหน้าที่เป็นตัวกำหนดช่วงความถี่นี้ เครื่องรับจะขยายสัญญาณคลื่นวิทยุที่ความถี่หนึ่งสูงสุด ส่วนความถี่ข้างเคียงจะได้รับการขยายน้อยลง เมื่อเขียนกราฟระหว่างขนาดของสัญญาณที่ทางออกสัญญาณ ( output ) กับความถี่ของคลื่นวิทยุจะได้กราฟตามรูป 4.3



รูป 4.3 แสดงช่วงกว้างความถี่ของเครื่องรับ

การกำหนดช่วงกว้างความถี่ กำหนดดังนี้ ถ้ามีสัญญาณเข้าเครื่องรับโดยแต่ละความถี่มีความแรงเท่ากัน ขนาดของสัญญาณที่ออกจากเครื่องรับจะโตที่สุดที่ความถี่  $f_0$  ส่วนความถี่อื่นๆ ที่มากกว่าและน้อยกว่า จะมีขนาดลดลง ช่วงกว้างความถี่ของเครื่องรับ ( $\Delta f$ ) คือ ช่วงความถี่ระหว่างความถี่ที่ขนาดของสัญญาณซึ่งออกจากเครื่องรับลดลงเป็น ครึ่งหนึ่งของขนาดสัญญาณที่ความถี่  $f_0$  จากรูป 4.3 จะได้ว่า  $\Delta f = f_2 - f_1$

**2.2 กำลังขยายของเครื่องรับ ( Receiver gain )** เป็นพารามิเตอร์ที่บอกความสามารถในการขยายสัญญาณของเครื่องรับ โดยกำหนดว่ากำลังขยายเท่ากับอัตราส่วน

ระหว่างกำลังที่ทางออกสัญญาณ (output) กับกำลังที่ทางเข้าสัญญาณ (input) ของเครื่องรับหรือเขียนเป็นสมการได้ว่า

$$G = \frac{P_{out}}{P_{in}} \quad (4.9)$$

เมื่อ  $G$  = กำลังขยายของเครื่องรับ (ไม่มีหน่วย)

$P_{in}$  = กำลังที่ทางเข้าสัญญาณของเครื่องรับ (วัตต์)

$P_{out}$  = กำลังที่ทางออกสัญญาณของเครื่องรับ (วัตต์)

2.3 อุณหภูมิสัญญาณรบกวน (Noise temperature) เมื่อไม่มีสัญญาณจากภายนอกเข้าเครื่องรับที่ทางออกสัญญาณยังคงมีสัญญาณรบกวน (noise) ออกมาอยู่ สัญญาณรบกวนนี้เกิดจากสาเหตุต่างๆภายในเครื่องรับ เช่นความปั่นป่วนของอิเล็กตรอนในตัวนำของส่วนต่างๆของเครื่องรับและความเร็วที่ไม่สม่ำเสมอของอิเล็กตรอนซึ่งวิ่งระหว่างขั้วไฟฟ้าในหลอดสุญญากาศ เป็นต้น กำลังของสัญญาณรบกวนที่เกิดขึ้นภายในเครื่องรับสามารถแทนได้ด้วยกำลังสัญญาณรบกวน ( $P_R$ ) ซึ่งป้อนเข้าที่ทางเข้าสัญญาณของเครื่องรับ (สมมติเครื่องรับไม่มีสัญญาณรบกวนภายใน) แล้วมีกำลังของสัญญาณที่ทางออกสัญญาณของเครื่องรับเท่ากับกำลังสัญญาณที่เกิดจากสัญญาณรบกวนภายในเครื่องรับ จากทฤษฎีของไนย์ควิสต์ (Nyquist's theory) ซึ่งกล่าวว่าขณะที่ตัวต้านทาน (resistor) มีอุณหภูมิ  $T_R$  องศาเซลเซียส จะให้สัญญาณรบกวนออกมาในช่วงความถี่  $\Delta f$  เฮิทซ์ มีกำลัง  $P_R$  วัตต์ โดยที่

$$P_R = k T_R \Delta f \quad (\text{Bracewell, 1962}) \quad (4.10)$$

อุณหภูมิ  $T_R$  นี้เรียกว่า อุณหภูมิสัญญาณรบกวน (noise temperature) ดังนั้นในการบอกกำลังของสัญญาณรบกวน จึงสามารถบอกได้ในรูปของอุณหภูมิ

โดยทฤษฎีของไนย์ควิสต์ ตัวต้านทานที่มีอุณหภูมิเท่ากับอุณหภูมิห้องคือ  $T_0$  องศาเซลเซียส จะให้กำลังในช่วงความถี่  $\Delta f$  เฮิทซ์ เท่ากับ  $P_0$  วัตต์

$$P_0 = k T_0 \Delta f \quad (4.11)$$



ในทางดาราศาสตร์วิทยุ มักนิยมบอกขนาดของสัญญาณรบกวนในรูปของอุณหภูมิห้อง นั่นคือ

$$\begin{aligned} P_R &= (N-1) P_o & (4.12) \\ &= (N-1) K T_o \Delta f \end{aligned}$$

หรือ

$$T_R = (N-1) T_o \quad (4.13)$$

เมื่อ  $N =$  ค่าเลขสัญญาณรบกวน (noise factor) (Bracewell, 1962)