RADIO TELESCOPIO: CARACTERISTICAS TECNICAS

NOMBRE: Small Radio Telescope (SRT)

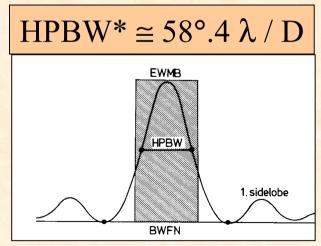
FOCO: Primario

MONTURA: Altazimutal (Azimut - elevación)

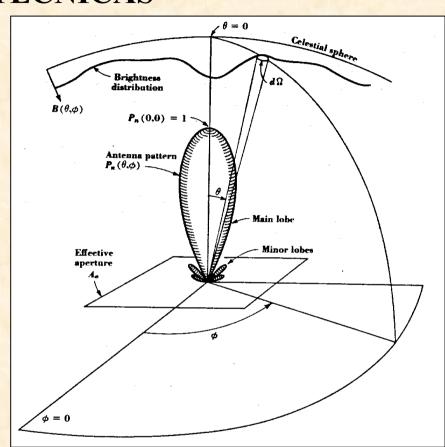
DIAMETRO: 2.3 metros

BANDAS OBSERVACION: Banda L (1.4 GHz; 21 cm)

RESOLUCION: ~ 5°



*HPBW= anchura del haz a media altura

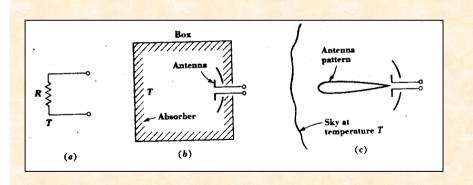


RADIO TELESCOPIO: CARACTERISTICAS TECNICAS

SENSIBILIDAD: ¿QUE VAMOS A PODER DETECTAR?

CONCEPTO de TEMPERATURA:

La potencia en los extremos de una resistencia R a temperatura T es directamente proporcional a su temperatura (Nyquist).



$$\omega_* = K T$$

K = cte Boltzmann = 1.23 10⁻²³ J/K * potencia por unidad de ancho de banda

TEMPERATURA de ANTENA TA

Una antena se comporta como una resistencia: la potencia recibida en la antena es directamente proporcional a la temperatura de la región a la que apunta el haz de la antena.

CONCEPTO de DENSIDAD DE FLUJO (S): energía radiada por una radio fuente por unidad de tiempo (potencia), unidad de superficie y unidad de frecuencia.

$$1 \text{ Jy} = 10^{-26} \text{ W m}^{-2} \text{ Hz}^{-1}$$

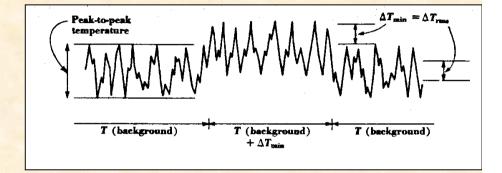
$$T_A = S A_e / (2 K)$$

 A_e = área efectiva = área x eficiencia

RADIO TELESCOPIO: CARACTERISTICAS TECNICAS

¿QUE TEMPERATURA MINIMA VAMOS A PODER DETECTAR?

$$\Delta T_{\min} = K_S T_{SYS} / (\Delta \nu \Delta t)^{-1/2}$$



 K_S = cte sensibilidad (receptor) ~ (1-2)

 T_{SYS} = temperatura de sistema = $T_A + T_R + T_{SKY} + T_{GROUND}$

 T_A = temperatura de antena

 $T_R = 5-40 \text{ K (amplificador refrigerado)}$

30-200 K (amplificador no refrigerado)

 $T_{SKY} = 2.7 \text{ K (fondo microondas)} +$

+ atmósfera (frecuencia, H2O y elevación) +

+ fondo radio

T_{GROUND} ~ decenas K (depende diseño antena y elevación)

 $\Delta v =$ ancho de banda

 $\Delta t = tiempo de integración$

EJEMPLO: $T_{SYS} = 100 \text{ K},$ $K_S = 2, \Delta v = 100, \text{ MHz}, \Delta t = 10 \text{ s},$ $A_e = 908 \text{ m}^2$ $\Delta T_{min} = 0.006 \text{ K}$ $\Delta S_{min} = 0.016 \text{ Jy}$