

PRACTICA

DETECCIÓN Y ANÁLISIS DE ONDAS ELECTROMAGNÉTICAS EN RADIO FRECUENCIAS

Elementos que debe contener la memoria de la práctica:

1. Resumen del objeto de la medida: ¿por qué es importante medir la rotación de las galaxias?, ¿cómo se mide la rotación de nuestra Galaxia?
2. Descripción del método de observación: ¿qué son las radiofrecuencias?, ¿cuáles son las características del radiotelescopio? (añadir la propuesta de solicitud enviada en el apéndice)
3. Representación de los datos adquiridos:
 - fecha
 - representación de la observación: Potencia vs Frecuencia.
 - conversión de las frecuencias en velocidades (efecto Doppler) y representación de Potencia vs Velocidad.
4. Utilizando el simulador (<http://euhou.obspm.fr/public/simu.php>), compara tu espectro con el predicho por el simulador. Justifica la aparición de picos en velocidades positivas y/o negativas. Determina la distancia al centro galáctico para la nube límite (la de mayor velocidad).
5. Utilizando los datos en el archivo [PRIMER_CUADRANTE.zip](#), obtén la curva de rotación de la galaxia (R vs V), donde R es la distancia al centro galáctico y V la velocidad de la nube correspondiente a dicha distancia.
(Compara tus resultados con los obtenidos con el simulador)