

OBSERVACIONES CON EL VLA DEL HIDROGENO NEUTRO EN LA REGION DE PUPPIS A

E. Reynoso (IAFE), G. Dubner (IAFE), M. Goss (NRAO, VLA), E. M. Arnal (IAR)

Se presentan observaciones del remanente de supernova Puppis A en la línea λ 21 cm del hidrógeno neutro. Los mapas se construyeron empleando la técnica de combinación en mosaicos. Algunos rasgos de HI reflejan un alto grado de correspondencia morfológica con filamentos ópticos y con el continuo de radio. Se ha encontrado poca correlación entre las pequeñas estructuras detectadas y mapas anteriores de la misma región con baja resolución. A partir de rasgos en absorción y emisión muy posiblemente relacionados con el remanente, se proponen una velocidad de expansión para la capa de $v_{\text{exp}} \cong (8 \pm 2)$ kms^{-1} y un límite de distancia de $1.9 < d < 2.5$ kpc.

LA LINEA DE RECOMBINACION H159 α EN UN "SPUR" (ESPOLON) TERMICO ASOCIADO CON LA REGION H II S54

I.N. Azcárate (IAR, CONICET), J.C. Cersosimo (IAR, UPR, CONICET)

Se han realizado observaciones de la línea de recombinación H159 α (frecuencia= 1620.672 MHz) con la antena de 30 m del Instituto Argentino de Radioastronomía, en un "spur" térmico, largo y delgado, que se supone que emerge de la región H II S54. El "spur" había sido previamente observado en el continuo en 1420, 2695 y 4750 MHz por Mueller y otros (1987) así como en la línea H110 α . Se derivan los parámetros físicos del spur de las observaciones de H159 α . Estas observaciones en baja frecuencia, además de confirmar la naturaleza térmica del spur, muestran que el gas del mismo es extendido, y no localizado en las zonas compactas cercanas a los máximos de radiación del continuo.

ESTUDIO DE LA CINEMATICA Y DISTRIBUCION DEL MATERIAL INTERESTELAR EN LA REGION DE CEPHEUS-CASSIOPEIA

N. B. Caballero, M. C. Martín, C. A. Olano (IAR)

Se analizaron los perfiles de 21 cm en la región $90^\circ \leq l \leq 160^\circ$ y $-10^\circ \leq b \leq 10^\circ$ con el propósito de estudiar la relación del gas interestelar con las asociaciones OB y la estructura galáctica de la región. Para la descomposición de los perfiles se tuvo en cuenta la contribución de la componente tibia del medio internube. Se presentan mapas sobre la distribución y cinemática de las componentes de HI de la región.