

Aparte de la mencionada emisión intensa en el brazo SW, se observa en todo el cuerpo de la galaxia la presencia de una débil emisión general que, según nuestros interferogramas, se compone de una línea poco intensa y relativamente ancha (pero inferior a  $6 \text{ \AA}$ ) sobre un continuo de mediana intensidad.

Nuestros interferogramas han permitido además determinar su velocidad sistemática, próxima a  $250 \text{ km/sec}$  y establecer su curva de rotación hasta  $4'$  del núcleo. La curva es aparentemente rectilínea y se espera completarla próximamente.

#### OBSERVACIONES INTERFERENCIALES DE GALAXIAS AUSTRALES

Gustavo J. Carranza

(Observatorio Astronómico de Córdoba y CNICT, Bs. As.)

El empleo de técnicas interferenciales (filtros de banda pasante o estrecha e interferogramas de Terot-Fabry) ha permitido determinar algunas características de la emisión  $H \alpha$  de las siguientes galaxias:

NGC 300 y NGC 7793: Estas galaxias muestran una estructura  $H \alpha$  de regiones de emisión de tipo clásico sobre la que se superpone, en todo el cuerpo de ambas, una débil emisión general similar a la encontrada en NGC 598. Los interferogramas de estas galaxias muestran que toda la emisión detectada es característica de una línea fina ( $\ll 6 \text{ \AA}$ ). Este material interferométrico será empleado para establecer el campo de velocidades de los dos objetos.

NGC 6744: Con muy largas exposiciones las fotografías con filtros de banda pasante estrecha detectan la débil señal producida por esta galaxia en el dominio espectral considerado. No se advierte diferencia notable entre estas fotografías monocromáticas y otras tomadas con filtros ordinarios, lo que sugiere que se ha observado el continuo estelar. Ello es confirmado por medio de interferogramas de Terot-Fabry.

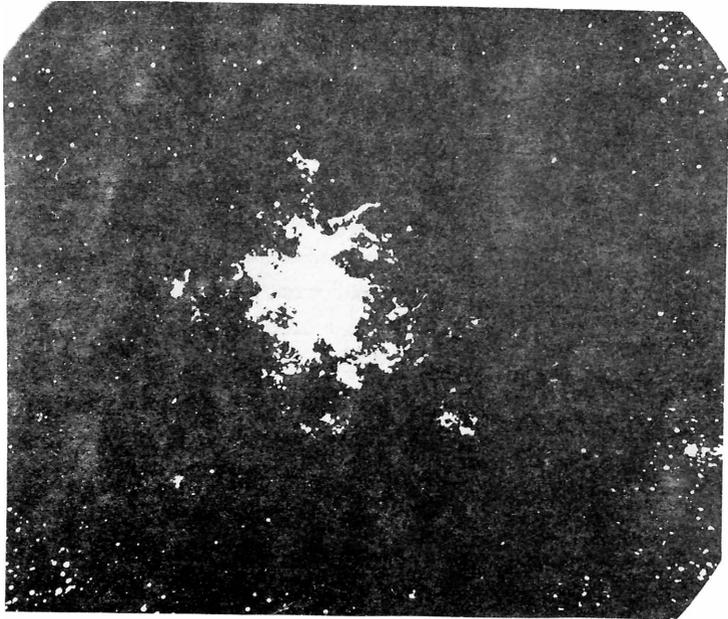
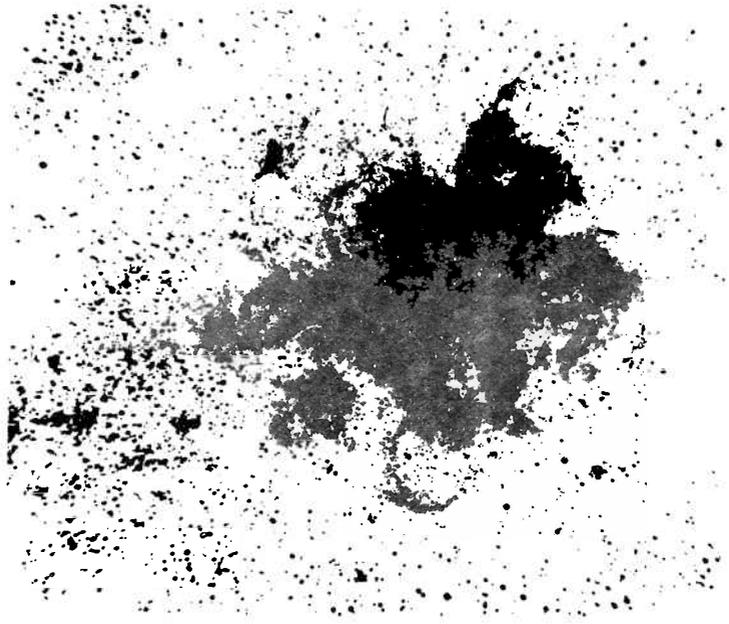


FIG. 2



Fig. 3



Fig. 4



FIG. 5



FIG. 7

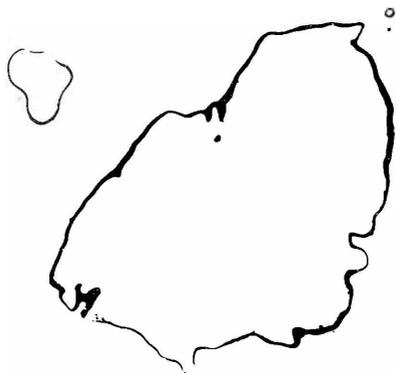
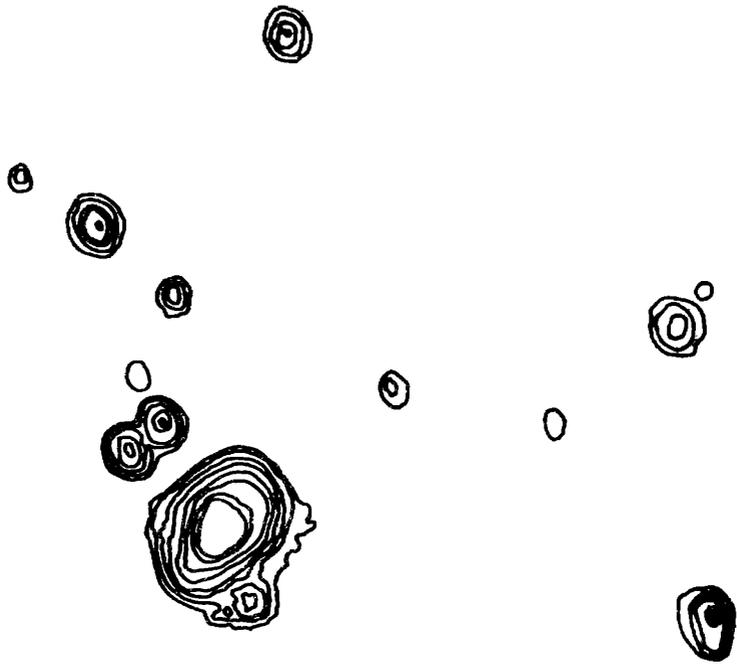


Fig. 6



Isofotas 2 Carina