

los sismos y el movimiento de los pilares, es pequeña.

Es posible examinar esta conclusión por medio del gráfico directamente. Cuando nos referimos a los sismos N° 1, 4, 6, 13 y 17, parece que estos sismos tuvieron efectos. Pero en los casos del 12 de abril y el 26 de mayo, por ejemplo, podemos ver que hay saltos que sobrepasan a todos los demás, sin ninguna actividad sísmica. En el caso del 30 de abril, se produjo un sismo (N° 15) durante un turno de observación. Los valores del nivel que corresponden son:

$$\begin{array}{r}
 + 0,039 \\
 0,034 \\
 \text{Sismo} \\
 0,039 \\
 \hline
 0,037 + 0,002.
 \end{array}$$

La conclusión de esta investigación es, entónces, que durante el período del 1 de enero de 1968 hasta el 10 de julio, la actividad sísmica en El Leoncito no tuvo efecto más poderoso que cualquier otro que pueda estar operando sobre los pilares.

Quizás será posible usar las miras con un grado de confianza que no sea reducido por los sismos; siempre que la actividad sísmica no sobrepase la de los primeros seis meses de este año.

REFERENCIAS

- 1) Hughes, J.A., AJ 72, 566.
- 2) Elementary Seismology, Richter, C.F., 1958 Freeman & Co.

INTERFEROMETRIA DE NGC 4945

G.J. Carranza

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

Nuestras fotografías con filtros interferenciales de banda pasante muy estrecha han permitido estudiar algunas características de la emisión H α de NGC 4945. Son particularmente notables:

- a) la pronunciada alineación de regiones HII intensas en el brazo del SW;
- b) la pequeñez de su núcleo;
- c) la apariencia barrada que se advierte, y que confirma la clasificación, pese a su gran inclinación.

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 \AA) sobre un continuo de mediana intensidad.

Nuestros interferogramas han permitido además determinar su velocidad sistemática, próxima a 250 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 ($<<6 \text{ \AA}$). 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.