

Fig. 4 — Registro obtenido en Sydney.

lo que sugiere también una relación  $M/L$  por lo menos un orden de magnitud mayor o sea que  $\sin i \approx 0.3$ . Esto no es más que una conjetura desde el punto de vista conservador, pues también es posible, y quizás sea probable, que no estemos enfrentados con una cinemática puramente rotacional.

5. En un trabajo anterior sobre la Asociación de Galaxias en Centauro, uno de nosotros <sup>(3)</sup> interpretó las eyecciones de G5 como nubes de electrones relativistas de suficiente energía como para que su radiación de sincrotrón se extendiese hasta frecuencias ópticas. El objeto cercano G6 sería entonces el remanente de una eyección previa que, por ser la componente más distante, con velocidad positiva, es observada aún en un estado temprano de su evolución y por consiguiente radiando en el rango óptico. La otra nube, simétrica, no se observa empero en el rango visual, porque su radiación se ha originado en un estadio posterior y las frecuencias ópticas ya han decaído. Así lo explican M. Ryle y M. Longair (1967) en un modelo que han propuesto para las radiofuentes.

Se plantea así el problema de si existe radioemisión asociada a este objeto.

La tabla III da las coordenadas celestes para el equinoccio 1968.0 de G5, G6 y la posible radiofuente simétrica a G6 que hemos denominado Gx. La figura 4 muestra los registros amablemente realizados a nuestro pedido por M. J. Cameron en 1968 con el interferómetro de Mills en Sydney. Puede observarse en ascensión recta  $12^h 42^m 44^s \pm 5^s$  (1968.0) y en beams + 3, + 4 (equivalente a Dec.  $-42^\circ 26'$ ) una débil radiofuente en aproximada coincidencia con Gx. Las observaciones hechas por Cameron son en 408 megaciclos con una sensibilidad que permite detectar radiofuentes por encima de 0.2 unidades de flujo. Como por otra parte en nuestra discusión previa habíamos notado que el flujo debía ser inferior a una unidad de 11 cm, resulta plausible nuestra identificación.

Tabla III

	Asc. Recta	Dec.
G5	$12^h 42^m 55^s$	$-40^\circ 33' 07''$
G6	$12^h 42^m 59^s$	$-40^\circ 36' 17''$
Gx	$12^h 42^m 50^s$	$-40^\circ 28' 58''$

Queda demostrado en consecuencia, que existe radioemisión continua proveniente de la región donde debería esperarse se halle el objeto Gx.

\* Uno de los autores (E.L.A.) agradece a los Dres. C.U. Cesco y C. Smith el haberle permitido realizar estas observaciones.

- 1) Sérsic, J. L., Atlas de Galaxias Australes, Univ. Córdoba, 1968.
- 2) Holmberg, E., Lund Medd. 136, 1958.
- 3) Sérsic, J. L., Z. für Ap. 67, 306, 1967.
- 4) de Vaucouleurs, G. y Malik, G.M., M.N. of R.A.S. 142, 387, 1969.

## El objeto Fourcade-Figueroa

C. R. FOURCADE

Observatorio Astronómico, Córdoba

En placas tomadas en el Observatorio Interamericano de Cerro Tololo, Chile, con la Cámara Curtis Schmidt ( $f/3,5 - 5^\circ$  de Campo) fue encontrado un objeto no catalogado en la siguiente posición A.R. =  $13^h 32^m,5$  (1960.0) Dec. =  $-45^\circ 13'$ .

Esta región contiene otros dos cuerpos celestes interesantes del cielo austral: el cúmulo globular NGC 5139 y la galaxia NGC 5128. El objeto FF está situado a  $2^\circ$  al noreste de Omega Centauro y  $2^\circ,5$  al sudeste de NGC 5128.

En placas tomadas posteriormente con el telescopio reflector de Bosque Alegre, Córdoba, República Argentina (ver fotografía) en dos colores (103a-O + GG13 y 103a-D + GG14) se a podido determinar que consiste de dos objetos separados por una distancia angular de  $4'$  de arco. El objeto principal tiene una longitud de  $4'$  y un ancho de  $19''$  de arco y no presenta indicios de núcleo, siendo en general un objeto alargado y amorfo. El objeto secundario tiene una longitud de  $47''$  y un ancho de  $13''$  de arco apuntando hacia el extremo sudeste del objeto principal en dirección aproximada norte-sur.

El eje longitudinal del objeto principal tiene la dirección sudeste-noroeste y apunta hacia las cercanías de NGC 5128 con un ángulo de posición cercanamente igual a la banda de oscurecimiento de esta galaxia.

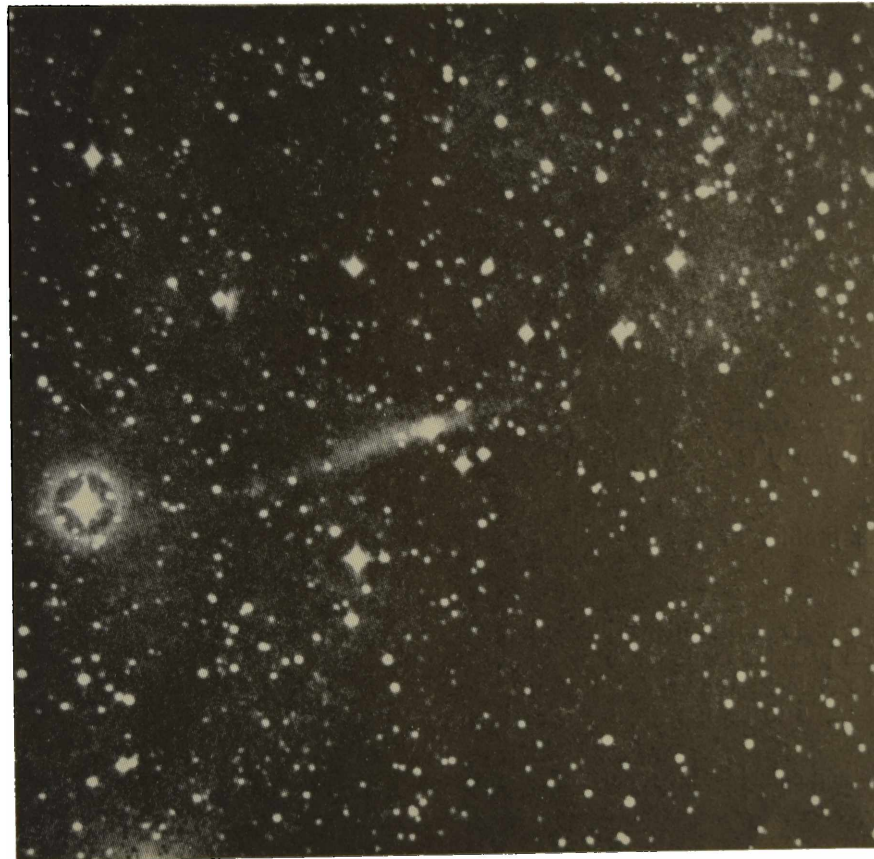
La baja latitud galáctica del mismo ( $b \sim 17^\circ$ ) hace difícil decidir sobre su naturaleza galáctica o extra galáctica en base al material observacional existente. No obstante, analizaremos estas dos posibilidades: a) Supongamos que sea un objeto galáctico, entonces su forma es demasiado regular en comparación con las formas de las nebulosas galácticas. Por otro lado estos objetos generalmente se encuentran asociados con zonas oscuras. Observando pla-

cas azules tomadas con la Cámara Schmidt no se encontró ningún indicio de material absorbente.

b) Supongamos que sea un objeto extragaláctico, en ese caso sería un objeto muy curioso por su extrema elongación. En este sentido es comparable a NGC 4762 que es la galaxia más achatada conocida.

Otra característica notable es su carencia de resolución cuando se toma en cuenta sus grandes dimensiones aparentes.

El objeto FF se continuará estudiando a los fines de determinar su distribución de brillo, magnitud integrada y eventualmente su velocidad radial.



Objeto Fourcade - Figueroa: Fotografía obtenida por la superposición de dos copias realizadas con la misma placa (103<sup>a</sup>-0), a los efectos de aumentar el contraste.