

CORRECCIONES PRELIMINARES A LA ASCENSION RECTA Y DECLINACION
DE RADIOFUENTES OPTICAS

W. MANRIQUE, A. SERAFINO, E. ACTIS, J. BALDIVIESO y E. ALONSO

Observatorio Astronómico "Félix Aguilar",
Universidad Nacional de San Juan

RESUMEN: La necesidad de poseer posiciones lo más precisas posibles de las denominadas radiofuentes ópticas, ha inducido a una campaña mundial de observaciones sistemáticas de estos objetos. El Astrolabio Danjon del Observatorio "Félix Aguilar" participa de esta campaña. Se presentan algunos resultados provisionarios.

1. INTRODUCCION

La vinculación de los sistemas de referencia, "óptico" y "radio" ha sido objeto de diferentes estudios y especialmente anunciado por la Unión Astronómica Internacional en el Simposio N° 61 realizado en Perth, agosto de 1973.

Según lo informado por Mlle. Debarbat del Observatorio de París, luego del Coloquio N° 48 de la U.A.I. realizado en Viena en 1978, la Comisión 24 de la U.A.I. ha creado un grupo de trabajo para la identificación de radiofuentes ópticas apropiadas para la vinculación de los sistemas de referencia. Este grupo ha preparado ya una lista preliminar.

Por tal razón ha aparecido la necesidad de obtener posiciones lo más precisas posibles de estos objetos, lo que ha inducido al Departamento de Astrometría Fundamental del observatorio de París a proponer una campaña mundial de observaciones sistemáticas y conjuntas, con Astrolabios, lo que permitiría cubrir una gran parte, para la vinculación ya citada.

El Astrolabio Danjon del Observatorio de San Juan, participa de esta campaña observando sistemáticamente todos los objetos posibles dentro de los programas ya establecidos.

Como desde 1968, estamos observando dos de los objetos clasificados como radiofuentes ópticas, presentamos resultados provisionarios de las correcciones $\Delta\alpha$ a las ascenciones rectas y $\Delta\delta$ a las declinaciones con el objeto de tratar de detectar eventuales movimientos.

2. CALCULO

Para el cálculo se han empleado los métodos y fórmulas clásicas ya expuestos en otros trabajos y que fueron desarrolladas por B. Guinot y S. Debarbat:

$$\Delta \alpha = \frac{M_E - M_W}{30 |\text{Sen } Z| \cos \varphi} \quad \Delta \delta = - \frac{M_E + M_W}{2 \cos S}$$

donde M_E y M_W son los promedios de los residuos pesados correspondientes a los pasajes este y oeste, corregidos para referirlos a un origen común (grupo medio).

Se han utilizado 30 residuos al Este y Oeste en promedio y por año.

3. REFERENCIAS

ζ PUPPIS			γ VELORUM		
AÑOS	$\Delta \alpha$	$\Delta \delta$	AÑOS	$\Delta \alpha$	$\Delta \delta$
1969	-0.013	---	1969	-0.040	-0.46
1970	-0.005	---	1970	-0.033	+0.04
1971	-0.007	---	1971	-0.028	+0.03
1972	-0.008	---	1972	-0.026	-0.26
1973	-0.001	---	1973	-0.025	+0.07
1974	-0.009	---	1974	-0.028	-0.12
1975	-0.007	---	1975	-0.024	-0.09
1976	-0.007	---	1976	-0.024	+0.07
1977	-0.004	---	1977	-0.024	-0.12
1978	-0.007	---	1978	-0.009	+0.11
1979	-0.007	---	1979	-0.014	-0.07

4. REFERENCIAS

- Debarbat, S.; Guinot, B.: La Méthode des Hoteurs Egales en Astronomie, Gordon and B.
- Guinot, B.; Debarbat, S.; Krieger-Fiel, J.: Bull. Astron. 23 PP. 307-325.
- Manrique, W.; Serafino, A.; Actis, E.; Baldivieso, J.: 1976, Firth Catalogue Astrolabe of San Juan.