

49

"SELECCION DE CALIBRADORAS"

Informe Interno N° 4

Lic. Zunilda M. Quiniento

## CALIBRACION DE UNA ANTENA

Se define como calibración de la antena de un radiotelescopio a la medición de su diagrama polar. Actualmente, para calibrar, se emplea el llamado Método Directo que consiste en seleccionar radiofuentes naturales de los relevamientos de otros observatorios, y usarlas como calibradoras.

Una buena lista de calibradoras debe contener las que sirven para determinar posiciones celestes y las que se usan para fijar una escala de flujo.

Lo ideal sería disponer de un conjunto de calibradoras distribuidas regularmente por todo el cielo de tal forma que se pueda efectuar la calibración de la antena en un mínimo de tiempo.

## RADIOFUENTES NATURALES

Una radiofuenten natural para ser usada como calibradora debe reunir las siguientes condiciones:

- 1) Su posición debe ser conocida con un error mucho menor que el tamaño del haz de la antena y preferentemente debe tener una identificación óptica.
- 2) Debe estar suficientemente alejada de otras fuentes, tales como radiofuentes puntuales fuertes o bien objetos galácticos extensos, para evitar que el haz también las abarque durante la calibración.
- 3) Deben tener dimensión angular pequeña o bien si son objetos extendidos, debe ser bien conocida su distribución de brillo.
- 4) La densidad de flujo debe ser conocida en forma precisa para la frecuencia y polarización en que se las empleará.
- 5) No deben presentar variaciones de flujo con el tiempo.

6) Es conveniente que las calibradoras que se usen en la determinación de una escala de flujo, no tengan más de un 2% de polarización en la frecuencia a utilizar.

#### CLASES DE CALIBRADORES

Generalmente una radiofuentre no reúne todas las condiciones necesarias, de allí que se las asume de acuerdo con las propiedades que poseen para cumplir una función en la calibración de un radiotelescopio.

Las clases de calibradoras son las siguientes:

- I) Fuentes con densidad de flujo constante y bien conocida que permiten determinar una escala absoluta.
- II) Fuentes con espectro plano.
- III) Fuentes con densidad de flujo confiable, que serán las calibradoras secundarias.
- IV) Fuentes con pequeño diámetro angular.
- V) Fuentes con posición conocida en forma precisa.
- VI) Fuentes intensas usadas para medir los lóbulos laterales.

#### DETERMINACION DE UNA ESCALA DE FLUJO

Existen dos problemas fundamentales en la determinación de una escala de flujo. El primero de ellos es la calibración de la intensidad radiométrica que conduce al conocimiento preciso de la Temperatura de Antena ( $T_a$ ).

Este tema fue tratado extensamente por Findlay (1966). Según lo publicado, si los procedimientos de medición se hacen muy cuidadosamente, se podría llegar a determinar la  $T_a$  con una precisión del 1% para frecuencias por debajo de los 10 GHz.

El segundo problema es la determinación de la ganancia ( $G$ ) de una antena. La fórmula que vincula a la ganancia con  $T_a$  es:

$$S = \frac{8\pi k T_a}{G \lambda^2}$$

donde:

$S$ : Densidad de flujo en Jy.

$T_a$ : Temperatura de antena en K

~~notar~~  $A_e$ : Área Efectiva de la antena en m<sup>2</sup>

$k$ : Constante de Boltzmann =  $1.380 \times 10^{-23}$  mKs

$\lambda$ : Longitud de onda en metros

~~anotar~~  $G$ : Ganancia en db

Se han empleado diversos métodos para calibrar radiotelescopios, siempre en busca de la mayor precisión. En nuestro caso solo podemos emplear el Método Directo, dado que el uso de fuentes artificiales exige una tecnología muy costosa y en consecuencia debemos confiar en los datos proporcionados por otros observatorios.

Para confeccionar una escala de flujo necesitamos conocer la ganancia del radiotelescopio. Para la antena del IAR según el Informe Interno N° 40 de J.C. Testori et al. es:

$$G = 49.7 + 0.2 \text{ db}$$

El paso siguiente consistirá en determinar la  $T_a$  empleando una o dos radiofuentes fuertes, por ejemplo para el Hemisferio Sur es común usar Hydra A.

Luego, con una ganancia de 49.7 db, Hydra A debe producir en 1420 MHz una  $T_a = 5.16$  K

Teniendo en cuenta que las mejores mediciones de  $T_a$  de-

a un 25% en los valores de los flujos medidos por Parkes, ello se debe a discrepancias en las técnicas de calibración.

#### CALIBRADORA PRINCIPAL: HYDRA A

EL Catálogo de Parkes editado por Ekers en 1969, toma un valor de flujo en el pico para Hydra A de 36.3 f.u. para 1420 MHz. Posteriormente estudios detallados de la radiofuenthe hechos con interferómetro, arrojaron valores muy superiores, hasta que se fijo como flujo de Hydra A en 1420 MHz el valor de 43.5 f.u. (Gardner, 1969).

Como referencia de los trabajos realizados en busca del valor más exacto para Hydra, mencionamos el de E.B. Fomalot (1968) donde obtiene:

| RF      | Componentes | Flujo (1425 MHz) | Diámetro |
|---------|-------------|------------------|----------|
| Hydra A |             | 43.00            |          |
|         | A           | 39.10            | .4'      |
|         | B           | 3.90             | 4.0'     |

Otra publicación de E.B. Fomalot (1971) también sobre estructura de radiofuentes asigna para Hydra:

| RF    | Dimension (arc sec) | Flujo (142%) | Diámetro (arc sec) |     |
|-------|---------------------|--------------|--------------------|-----|
|       |                     |              | E-O                | N-S |
| Hyd A | 200                 | 43.0 3.0     |                    |     |
|       |                     | A 34.0 2.0   | 47                 | 15  |
|       |                     | B 12.0 2.0   | 200                | 200 |

A.J. Shimmins (1969) trató nuevamente el problema de Hydra junto con el de otras radiofuentes extragalácticas e introdujo el

Factor de Corrección por Tamaño (F). Para radiofuentes con distribución gaussiana cuyos diámetros en posición ortogonal son conocidos la expresión de F es:

$$F = 1 + 0.693 \frac{d(A) + d(B)}{b}$$

donde:

d(A) y d(B): son los diámetros ortogonales.

b: ancho del haz a potencia mitad.

Luego para Hydra A en 5009 MHz obtuvo el siguiente valor:

| Flujo (pico) | F     | Densidad de flujo | Estructura               |
|--------------|-------|-------------------|--------------------------|
| 13.05        | 1.031 | 13.50             | core:1.2'x36'<br>Halo:5' |

Este valor obtenido es muy próximo al que resulta de extrapolar en el espectro.

Se debe tener en cuenta al seleccionar calibradoras que siempre es menor el valor del flujo obtenido en el pico que el integrado. Para estos casos de radiofuentes extensas es necesario introducir el Factor de Corrección por Tamaño F y para ello es imprescindible contar con datos confiables obtenidos con interferómetro.

#### INFORME DEL VLA

Durante el año en curso (1984), en el IAR se recibió un "Informe sobre Calibradoras" del VLA, que cubre un total de 700 radiofuentes distribuidas en ambos hemisferios.

El trabajo observational fue realizado por 6 antenas operando en distintas configuraciones desde el 12/7/80 hasta el 31 de agosto de 1983.

Estas radiofuentes no presentan confusión, no han podido ser resueltas y son lo suficientemente fuertes como para cumplir en forma adecuada la función de calibración. La escala de flujo está basada en los espectros de:

$$3C\ 286 = 1328+307$$

$$3C\ 48 = 0134+329$$

La densidad de flujo fue obtenida con la relación:

$$\log S = A + B \cdot \log \nu + C \cdot (\log \nu)^2$$

donde:

S: flujo en Jy

$\nu$ : frecuencia en MHz

Los parámetros para cada fuente son:

| Fuente | A     | B     | C      |
|--------|-------|-------|--------|
| 3C 286 | 1.840 | 0.292 | -0.124 |
| 3C 48  | 2.345 | 0.071 | -0.138 |

El rango de frecuencias para el cual esta fórmula es válida:

$$408\ \text{MHz} < \nu > 15\ \text{GHz}$$

Los valores observados en VLA:

| (MHz) | 3C 286 | 3C 48 |
|-------|--------|-------|
| 1465  | 14.51  | 15.37 |
| 1680  | 13.55  | 13.76 |
| 4885  | 7.41   | 5.36  |
| 14765 | 3.48   | 1.75  |
| 15035 | 3.44   | 1.71  |
| 22485 | 2.53   | 1.09  |

## CALIBRADORAS PARA EL IAR

Se ha confeccionado un listado de calibradoras con diversas propiedades con el propósito de cubrir todas las necesidades de los observadores.

- a) La primer selección fue por declinación:  $-90^\circ < \delta > -10^\circ$
- b) Se tuvo en cuenta el nivel de confusión para radiofuentes extragalácticas en 1420 MHz, con lo que resulta un límite inferior de flujo de .5 Jy.
- c) La variación de flujo observada ha sido menor a un 2%. No se dan flujos definitivos, los valores son solo esporádicos pues siempre existe la posibilidad de variaciones en las radiofuentes.
- d) Son radiofuentes con una extensión no mayor de 1".
- e) El dato de polarización en 1420 MHz fue obtenido de un trabajo de Gardner et al. (1975). Destacamos que los valores provienen de observaciones realizadas entre los años 1969-71, en consecuencia las variaciones pueden ser grandes de allí que solo se han incluido por falta de datos de polarización actualizados.
- f) La precisión en coordenadas aparece como dato para cada radiofuent cuando provienen del listado del VLA.

## DESCRIPCION DE LA TABLA 1

- COL. 1) Nombre de la radiofuent según la IAU.
- 2) Ascención Recta para 1950.0
- 3) Declinación para 1950.0
- 4) FC: Precisión en coordenadas según el siguiente código
  - A: Posición exacta 0.02"

B: Error de posición 0.02° a 0.05°

C: Error de posición 0.05° a 0.15°

D: Error de posición 0.15°

Los errores en declinación aumentan hacia el sur.

5) Flujo en 468 MHz (Wills, 1975).

6) " 635 "

7) " 960 "

8) " 1410 "

9) " 1465 " del VLA.

10) " 1680 "

11) " 2700 " (Wills, 1975).

12) " 4885 " del VLA.

13) " 5000 " (Wills, 1975).

14) " 5009 "

15) F% Porcentaje de polarización (Gardner, 1975).

16) Variable

En algunas radiofuentes los espectros del VLA no parecen coincidir con los medidos por Wills, si se debe a variaciones de flujo ocurridas con el tiempo no esta a nuestro alcance confirmarlo por falta de datos observacionales.

Solo dos radiofuentes 1127-145 y 1730-130 que son recomendadas en el Informe sobre calibradoras del VLA, han sido reconocidas como posibles variables.

#### COMENTARIO SOBRE EL LISTADO DE CALIBRADORAS

Existe un vacío notable de radiofuentes calibradoras en declinaciones muy australes. Este inconveniente surge por falta de datos observacionales en el Hemisferio Sur.

Cuando se confecciona el Catálogo de Parques las calibradoras son seleccionadas del Catálogo de Cambridge, el único que tenía espectros completos por esos años, pero la declinación máxima que alcanzaron no pasó de los - 40°.

El listado de calibradoras proporcionado por el VLA temporalmente mejora ese valor precisamente por el alcance de las antenas ubicadas en el Hemisferio Norte.

Como consecuencia de esto nuestro listado de calibradoras presenta gran deficiencia de radiofuentes entre - 40° y - 90°. El calibrar a declinaciones distantes presupone que la temperatura del sistema no se modifica desde una zona del cielo a otra. Esto no es cierto pues se han notado diferencias al observar en el continuo, supuestamente provocadas por la proximidad del sol. Además no es común mover la antena en forma permanente durante las observaciones.

#### Comentario Final:

---

Necesitamos medir la polarización de nuestras radiofuentes calibradoras.

Debemos buscar radiofuentes extragalácticas puntuales candidatas a ser usadas como calibradoras que estén distribuidas en declinación y observarlas en forma sistemática durante un par de años.

#### TABLA 1. FORMA DE EMPLEO

La Tabla 1 con los datos espectrales se encuentra grabada en la cinta RA 134 que pertenece a Zunilda. Para obtener una copia de la misma:

.COPY:  
From?  
.MT: ZQCALIB.DAT  
To?  
.DL1:\*.\*

Para imprimirla en papel ancho:

.TY ZQCALIB.DAT

Si el usuario selecciona calibradoras y desea elaborar su propio listado debe proceder de la siguiente forma:

.R KED  
\*nombre.DAT/C  
.bb0008-421bb00bb08bb21.32b-42bb09.0b49.70

Luego de entrar los datos se cierra el KED en la forma usual. Con esto queda grabado en DL1 el nuevo listado. Si el usuario desea procesar las coordenadas de sus calibradoras o bien del listado original, tendrá que emplear el Programa RADIOF que está archivado en el Disco RA 302 Propiedad de Virginias y en la cinta RA 134.

Para procesar las coordenadas del listado original, el nombre del archivo cuya entrada es la existida por el RADIOF, es ZQCALB.DAT y se encuentra grabado en la cinta RA 134.

Los pasos a seguir son los aquí enunciados:

.COPY  
From?  
.MT:ZQCALB.DAT  
to?  
.DL1:\*.\*

Con el archivo copiado en DL1 se usa el programa RADIOF:

.RUN RADIOF

ENTRE NOMB.ARCH.IMPRESION

RADIO1.IMP

ENTRE YEAR

1984.7

ENTRE NOMBRE ARCH. EN DISCO

ZQCALB.DAT

CALCULA ALFA INIC Y NO.CICLOS?

S

STOP--

Lo que para imprimir en la teleimpresora, el usuario deberá hacer:

TY RADIO1.IMP

y aparecerá un listado con los datos necesarios para observar en el CONTINUO con un ancho total de 100 puntos. Si se desean perfiles con una extensión mayor es necesario modificar el programa RADIOF.

Bibliografia:

---

- Bolton, Gardner and Mackey, 1964. Aust. J. Phys. 17, 340.
- Dav G.A., Shimmins A.J., Ekers R.D. and Cole D.J., 1966. Aust. J. Phys. 19, 35.
- Ekers J.A., 1969. Aust. J. Phys. Astrophys. SUPPL. 7, 1.
- Findlay J.W., 1966. Astron. Astrophys. 4, 77.
- Fomalot E.R., 1968. Astrophys. J. SUPPL. 15, 203.
- Fomalot E.R., 1971. Astron. J. 76, 513.
- Gadner F.F., Morris D. and Whiteoak J.B., 1969. Aust. J. Phys. 22, 79.
- Gadner F.F., Whiteoak J.B. and Morris D., 1975. Aust. J. Phys. Astrophys. SUPPL. 35, 1.
- Price R.M. and Milne D.K., 1965. Aust. J. Phys. 18, 329.
- Shimmins A.J., Dav G.A., Ekers R.D. and Cole D.J., 1966. Aust. J. Phys. 19, 837.
- Shimmins A.J. and Dav G.A., 1967. Aust. J. Phys. 21, 377.
- Shimmins A.J., Manchester R.N. and Harris B.J., 1969. Aust. J. Physics. Astrophys. SUPPL. 8, 1
- Testori J.C. e Giancani E., 1984. Informe Interno No 40.
- Wielebinske R., 1976. Methods of Experimental Physics 12, P B, 82.
- Willis B.J., 1975. Aust. J. Phys. Astrophys. SUPPL. 38, 1.



*Specia?*

| TY       | ZCALIB.DAT       | 00 | 08 | 21.32 | -42 | 09. | 49.70 | C | 468   | 635   | 960   | 1410  | 1465  | 1680  | 2700  | 4885  | 5000  | 5009  | P%    |     |
|----------|------------------|----|----|-------|-----|-----|-------|---|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-----|
| 0008-421 | <i>d(1859.0)</i> |    |    |       |     |     |       |   |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |     |
| 0022-423 |                  | 00 | 22 | 15.42 | -42 | 18. | 40.70 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 02.80 | 01.70 | --,-- | 00.40 | --,-- | --,-- | 0.5   |     |
| 0023-263 |                  | 00 | 23 | 18.92 | -26 | 18. | 49.25 | C | 16.95 | 14.39 | 11.36 | 08.87 | 08.30 | 03.50 | 05.44 | 01.50 | 03.44 | --,-- | 1.8   |     |
| 0036-216 |                  | 00 | 36 | 00.44 | -21 | 36. | 33.10 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.78 | 00.34 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0039-445 |                  | 00 | 39 | 47.28 | -44 | 30. | 42.00 | T | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 03.50 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 0.9   |     |
| 0042-357 |                  | 00 | 42 | 16.50 | -35 | 47. | 06.00 | T | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 02.45 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 1.5   |     |
| 0104-408 |                  | 01 | 04 | 27.58 | -40 | 50. | 21.20 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.75 | 03.25 | --,-- | 05.10 | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0113-118 |                  | 01 | 13 | 43.22 | -11 | 52. | 04.50 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.40 | --,-- | 01.10 | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0114-211 |                  | 01 | 14 | 25.95 | -21 | 07. | 55.00 | C | 09.76 | 07.74 | 05.59 | 04.15 | 03.60 | 01.25 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 0.7   |     |
| 0117-155 |                  | 01 | 17 | 59.70 | -15 | 35. | 59.60 | T | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 04.80 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 0.5   |     |
| 0130-171 |                  | 01 | 30 | 17.69 | -17 | 10. | 12.10 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.75 | 00.65 | --,-- | 00.60 | --,-- | --,-- | 1.0   |     |
| 0133-203 |                  | 01 | 33 | 13.63 | -20 | 24. | 04.30 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.62 | 00.38 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0142-278 |                  | 01 | 42 | 44.99 | -27 | 48. | 35.40 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.15 | 00.88 | --,-- | 00.50 | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0150-334 |                  | 01 | 50 | 56.99 | -33 | 25. | 10.65 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.80 | 00.82 | --,-- | 00.65 | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0159-117 |                  | 01 | 59 | 30.40 | -11 | 47. |       | T | 00.15 | 04.52 | 03.61 | 03.24 | 02.80 | 01.35 | --,-- | --,-- | --,-- | 01.33 | 2.9   |     |
| 0201-440 |                  | 02 | 01 | 38.85 | -44 | 04. | 13.00 | T | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 02.80 | 01.00 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 1.0   |     |
| 0202-172 |                  | 02 | 02 | 34.52 | -17 | 15. | 39.43 | C | 01.56 | 01.15 | 01.27 | 01.71 | 01.20 | 01.32 | --,-- | 00.90 | --,-- | 01.29 | 1.0   |     |
| 0237-233 |                  | 02 | 37 | 52.79 | -23 | 22. | 06.42 | B | 04.55 | 05.97 | 06.82 | 07.06 | 06.20 | 03.15 | 05.34 | 01.20 | 03.33 | 03.42 | 1.8   |     |
| 0240-217 |                  | 02 | 40 | 19.33 | -21 | 45. | 09.80 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.14 | 00.79 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0332-403 |                  | 03 | 32 | 25.24 | -40 | 18. | 23.85 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.35 | 01.91 | --,-- | 01.55 | --,-- | --,-- | 2.4   |     |
| 0338-214 |                  | 03 | 38 | 23.28 | -21 | 29. | 07.85 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.88 | 00.93 | --,-- | 01.00 | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0346-279 |                  | 03 | 46 | 34.03 | -27 | 58. | 20.70 | C | 03.97 | 01.36 | 01.36 | 01.39 | 00.80 | 00.72 | --,-- | 01.30 | --,-- | --,-- | 00.84 |     |
| 0400-319 |                  | 04 | 00 | 23.61 | -31 | 55. | 41.70 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 00.82 | --,-- | 00.40 | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0402-362 |                  | 04 | 02 | 02.60 | -36 | 13. | 11.75 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.95 | 01.80 | --,-- | 04.20 | --,-- | --,-- | 2.6   |     |
| 0403-132 |                  | 04 | 03 | 13.96 | -13 | 16. | 18.80 | C | 06.63 | 06.16 | 05.13 | 04.19 | 02.80 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 02.36 | 1.8 |
| 0405-123 |                  | 04 | 05 | 27.46 | -12 | 19. | 32.50 | C | 06.69 | 05.33 | 03.79 | 03.03 | 03.20 | --,-- | 02.31 | --,-- | --,-- | --,-- | 01.87 | 1.5 |
| 0406-127 |                  | 04 | 06 | 45.33 | -12 | 46. | 39.00 | C | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.60 | 00.37 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --    |     |
| 0408-65  |                  | 04 | 08 | 59.40 | -65 | 53. | 01.00 | - | 42.13 | 36.28 | 23.62 | 15.75 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 03.29 | 03.37 | 0.2   |     |
| 0410-75  |                  | 04 | 10 | 00.90 | -75 | 15. | 22.00 | - | 31.16 | 26.09 | 18.29 | 13.78 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 04.31 | 04.53 | 0.2   |     |

|          |    |    |       |     |     |       |   |        |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |     |
|----------|----|----|-------|-----|-----|-------|---|--------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-----|
| 0915-11  | 09 | 15 | 41.30 | -11 | 53. | 05.00 | - | 110.04 | 93.45 | 63.60 | 43.50 | --,-- | --,-- | 23.70 | --,-- | 13.27 | 13.43 | 0.1   |     |
| 0919-260 | 09 | 19 | 16.71 | -26 | 05. | 54.55 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.10 | 02.40 | --,-- | 01.90 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 0925-203 | 09 | 25 | 33.55 | -20 | 21. | 44.95 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 00.90 | --,-- | 01.10 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1015-314 | 10 | 15 | 53.39 | -31 | 29. | 11.33 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 14/0  | 03.70 | 01.40 | --,-- | 00.50 | --,-- | --,-- | 1.1 |
| 1018-426 | 10 | 17 | 55.94 | -42 | 36. | 35.00 | T | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 04.00 | 02.00 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 3.5   |     |
| 1032-199 | 10 | 32 | 37.36 | -19 | 56. | 02.15 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 00.90 | 01.00 | --,-- | 00.90 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1034-293 | 10 | 34 | 55.83 | -29 | 18. | 26.95 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.00 | 01.40 | --,-- | 01.30 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1045-188 | 10 | 45 | 40.09 | -18 | 53. | 44.20 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 00.90 | --,-- | 01.30 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1048-313 | 10 | 48 | 43.39 | -31 | 22. | 18.50 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 00.60 | --,-- | 00.30 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1055-242 | 10 | 55 | 29.94 | -24 | 17. | 44.60 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.00 | 00.60 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1103-208 | 11 | 03 | 54.65 | -20 | 52. | 46.00 | T | --,--  | 05.09 | --,-- | 02.35 | 02.40 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.66 | 2.0   |     |
| 1104-445 | 11 | 04 | 50.42 | -44 | 32. | 51.90 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 02.20 | 02.60 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1110-217 | 11 | 10 | 21.72 | -21 | 42. | 09.60 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.43 | 00.70 | --,-- | 00.30 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1117-248 | 11 | 17 | 40.92 | -24 | 51. | 41.40 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.70 | 00.70 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1127-145 | 11 | 27 | 35.67 | -14 | 32. | 54.40 | C | 06.36  | 05.64 | 06.52 | 06.63 | 06.20 | 04.60 | 06.73 | 02.80 | --,-- | 06.44 | 2.0   |     |
| 1143-245 | 11 | 43 | 36.37 | -24 | 30. | 52.90 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.30 | 01.10 | --,-- | 00.60 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1144-379 | 11 | 44 | 30.87 | -37 | 55. | 30.60 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 02.50 | 04.70 | --,-- | 03.50 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1151-348 | 11 | 51 | 49.44 | -34 | 48. | 47.15 | C | 08.99  | 09.07 | 07.48 | 06.33 | 05.00 | 02.70 | --,-- | 00.90 | --,-- | 02.70 | 1.7   |     |
| 1156-221 | 11 | 56 | 37.79 | -22 | 11. | 54.90 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.10 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1203-262 | 12 | 02 | 58.84 | -26 | 17. | 22.40 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 00.70 | --,-- | 01.00 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1213-172 | 12 | 13 | 11.67 | -17 | 15. | 05.25 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.60 | 01.50 | --,-- | 01.50 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1215-457 | 12 | 15 | 28.83 | -45 | 43. | 29.00 | T | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 04.60 | 02.10 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 0.9   |     |
| 1232-416 | 12 | 32 | 59.33 | -41 | 36. | 42.00 | T | --,--  | 04.90 | 02.64 | 01.87 | 01.70 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.49 | --,-- |     |
| 1237-101 | 12 | 37 | 07.29 | -10 | 07. | 00.65 | C | --,--  | 01.97 | 02.12 | 01.93 | 01.20 | 00.90 | 01.65 | 00.90 | --,-- | 01.44 | 3.6   |     |
| 1244-255 | 12 | 44 | 06.73 | -25 | 31. | 27.00 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 00.90 | 00.90 | --,-- | 02.20 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1245-197 | 12 | 45 | 45.22 | -19 | 42. | 57.51 | R | 07.57  | 07.53 | --,-- | 05.36 | 05.10 | 02.40 | 04.09 | 01.00 | 02.43 | 02.50 | 0.6   |     |
| 1255-316 | 12 | 55 | 15.18 | -31 | 39. | 05.03 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.10 | 01.00 | --,-- | 00.70 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1256-220 | 12 | 56 | 13.94 | -22 | 03. | 20.40 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.00 | 00.80 | --,-- | 00.60 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1308-220 | 13 | 08 | 57.35 | -22 | 00. | 46.30 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 05.00 | 01.20 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1313-333 | 13 | 13 | 20.05 | -33 | 23. | 09.65 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.60 | 01.40 | --,-- | 01.20 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1320-446 | 13 | 20 | 07.40 | -44 | 36. | 53.40 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 03.00 | 01.10 | --,-- | 00.30 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1334-127 | 13 | 34 | 59.82 | -12 | 42. | 09.90 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.90 | 04.30 | --,-- | 03.00 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1346-391 | 13 | 46 | 52.36 | -39 | 08. | 01.90 | T | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.70 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1349-145 | 13 | 49 | 10.75 | -14 | 34. | 27.00 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.20 | 00.80 | --,-- | 00.40 | --,-- | --,-- | --,-- |     |
| 1354-152 | 13 | 54 | 28.60 | -15 | 12. | 51.85 | C | --,--  | --,-- | --,-- | --,-- | 01.30 | 02.40 | --,-- | 01.50 | --,-- | --,-- | --,-- |     |

|          |    |    |       |     |      |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |
|----------|----|----|-------|-----|------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|
| 1354-174 | 13 | 54 | 22.05 | -17 | 29.  | 24.70 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 03.40 | 01.00 | --,-- | 00.50 | --,-- |       |       |
| 1422-297 | 14 | 22 | 22.90 | -29 | 46.  | 23.50 | T     | 06.09 | 05.13 | 03.45 | 02.15 | 02.40 | --,-- | --,-- | --,-- | 00.81 | --,-- |       |
| 1424-418 | 14 | 24 | 46.65 | -41 | 52.  | 53.70 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 03.20 | 02.60 | --,-- | 03.00 | --,-- | --,-- |       |
| 1430-178 | 14 | 30 | 10.65 | -17 | 48.  | 24.30 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.00 | 00.70 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |       |
| 1435-218 | 14 | 35 | 18.66 | -21 | 51.  | 57.7  | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.75 | 00.90 | --,-- | 00.80 | --,-- | --,-- |       |
| 1451-375 | 14 | 51 | 18.28 | -37 | 35.  | 22.25 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 01.50 | --,-- | 01.50 | --,-- | --,-- |       |
| 1451-400 | 14 | 51 | 20.56 | -40 | 00.  | 21.40 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.90 | 00.60 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |       |
| 1504-167 | 15 | 04 | 16.42 | -16 | 40.  | 59.25 | C     | 02.01 | 03.72 | --,-- | 03.24 | 02.00 | 02.90 | --,-- | 02.40 | --,-- | 01.98 | --,-- |
| 1511-100 | 15 | 11 | 02.27 | -10 | 00.  | 50.90 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 01.00 | --,-- | 01.30 | --,-- | --,-- |       |
| 1514-241 | 15 | 14 | 45.28 | -24 | 11.  | 22.55 | C     | --,-- | 02.76 | --,-- | 02.18 | 02.50 | 02.40 | --,-- | 02.00 | --,-- | 01.94 | --,-- |
| 1519-273 | 15 | 19 | 37.25 | -27 | 19.  | 30.25 | B     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.50 | 01.93 | --,-- | 01.60 | --,-- | --,-- |       |
| 1524-136 | 15 | 24 | 12.88 | -13 | 40.  | 34.90 | C     | --,-- | --,-- | 03.77 | 02.94 | 02.80 | 01.20 | --,-- | --,-- | --,-- | 01.20 | --,-- |
| 1622-253 | 16 | 22 | 44.11 | -25 | 20.  | 51.50 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.50 | --,-- | 00.50 | --,-- | --,-- | --,-- |       |
| 1622-297 | 16 | 22 | 57.25 | -29 | 44.  | 41.15 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 02.00 | 02.50 | --,-- | 01.20 | --,-- | --,-- |       |
| 1643-223 | 18 | 43 | 04.86 | -22 | 22.  | 38.00 | T     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.90 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 6.3   |       |
| 1730-130 | 17 | 30 | 13.53 | -13 | 02.  | 45.78 | C     | 06.51 | 06.80 | 05.78 | 05.43 | 05.20 | 05.00 | 04.90 | 03.70 | --,-- | 04.59 | 3.2   |
| 1748-253 | 17 | 48 | 45.79 | -25 | 23.  | 17.43 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.30 | 00.50 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |       |
| 1808-209 | 18 | 08 | 07.49 | -20 | 55.  | 45.50 | T     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.10 | 00.31 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |       |
| 1827-360 | 18 | 27 | 36.84 | -36 | 04.  | 37.90 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | 11.70 | 07.27 | 06.90 | 01.30 | --,-- | --,-- | --,-- |       |
| 1829-106 | 18 | 29 | 34.66 | -10 | 37.  | 26.30 | T     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.10 | 01.10 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- |       |
| 1908-202 | 19 | 08 | 12.47 | -20 | 11.  | 55.10 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 02.30 | 02.30 | --,-- | 01.80 | --,-- | --,-- |       |
| 1921-293 | 19 | 21 | 42.24 | -29 | 20.  | 26.42 | B     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 06.00 | 06.30 | --,-- | 17.00 | --,-- | --,-- |       |
| 1932-46  | 19 | 32 | 19.20 | -46 | 27.  | 32.00 | -     | 35.33 | 27.64 | 18.51 | 12.85 | --,-- | --,-- | 06.72 | --,-- | 03.43 | --,-- |       |
| 1933-400 | 19 | 33 | 51.12 | -40 | 04.  | 46.80 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.00 | 00.70 | --,-- | 00.40 | --,-- | --,-- |       |
| 1934-63  | 19 | 34 | 49.00 | -63 | 49.2 | -     | 07.05 | 10.85 | 14.99 | 16.12 | --,-- | --,-- | 11.37 | --,-- | 06.05 | --,-- | --,-- |       |
| 1936-155 | 19 | 36 | 36.02 | -15 | 32.  | 38.75 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.90 | 01.30 | --,-- | 01.00 | --,-- | --,-- |       |
| 1938-155 | 19 | 38 | 24.48 | -15 | 31.  | 34.20 | T     | 14.90 | 12.31 | 09.20 | 07.17 | 06.60 | --,-- | 04.11 | --,-- | 02.17 | --,-- |       |
| 1953-425 | 19 | 53 | 49.00 | -42 | 30.  | 21.00 | T     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 03.20 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 2.6   |       |
| 1954-388 | 19 | 54 | 39.06 | -38 | 53.  | 13.25 | C     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 00.70 | 01.70 | --,-- | 01.50 | --,-- | --,-- |       |
| 1954-55  | 19 | 54 | 19.70 | -55 | 17.  | 40.00 | -     | 15.62 | --,-- | 08.92 | 06.29 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 02.37 | 1.0   |       |
| 1955-357 | 19 | 55 | 48.29 | -35 | 42.  | 46.10 | T     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 01.80 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 7.0   |       |
| 2032-350 | 20 | 32 | 37.45 | -35 | 04.  | 33.60 | T     | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 05.50 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 8.0   |       |
| 2152-69  | 21 | 53 | 01.60 | -69 | 55.  | 46.00 | -     | 65.37 | 55.54 | 40.12 | 30.39 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 12.08 | --,-- |       |
| 2356-61  | 23 | 56 | 24.30 | -61 | 11.  | 40.00 | -     | 56.23 | 51.10 | 36.40 | 25.80 | --,-- | --,-- | --,-- | --,-- | 09.71 | --,-- |       |