



Eclipse total de Luna, el 4 de abril de 2015

Visible en América, Asia y Oceanía. Eclipse número 30 de la serie Saros 132, compuesta por 71 eclipses.

Los instantes de Tiempo Universal (UT), que se presentan a continuación, se han calculado considerando $\Delta T = 68^s.0^*$

Hora UT de la oposición geocéntrica en ascensión recta: 11^h 44^m 07^s.565

Desarrollo del eclipse:

P1: Principio del eclipse penumbral... 8^h 59^m7
S1: Principio del eclipse parcial 10^h 15^m4
S2: Principio del eclipse total 11^h 54^m1
Máximo del eclipse 12^h 00^m2
S3: Fin del eclipse total 12^h 06^m4
S4: Fin del eclipse parcial 13^h 45^m1
P4: Fin del eclipse penumbral 15^h 00^m8

A las horas de los contactos con la sombra (principio y fin del eclipse parcial), la Luna se hallará en el cenit de los lugares cuyas coordenadas geográficas se especifican a continuación; también se facilita el ángulo de posición del punto de tangencia del limbo con el cono de sombra, contado desde el norte del limbo hacia el este.

Contacto	A.P.	Longitud	Latitud
Primero	133°7	153° 44' 5 W	5° 01' 5 S
Último	260°4	155° 22' 9 E	5° 33' 2 S

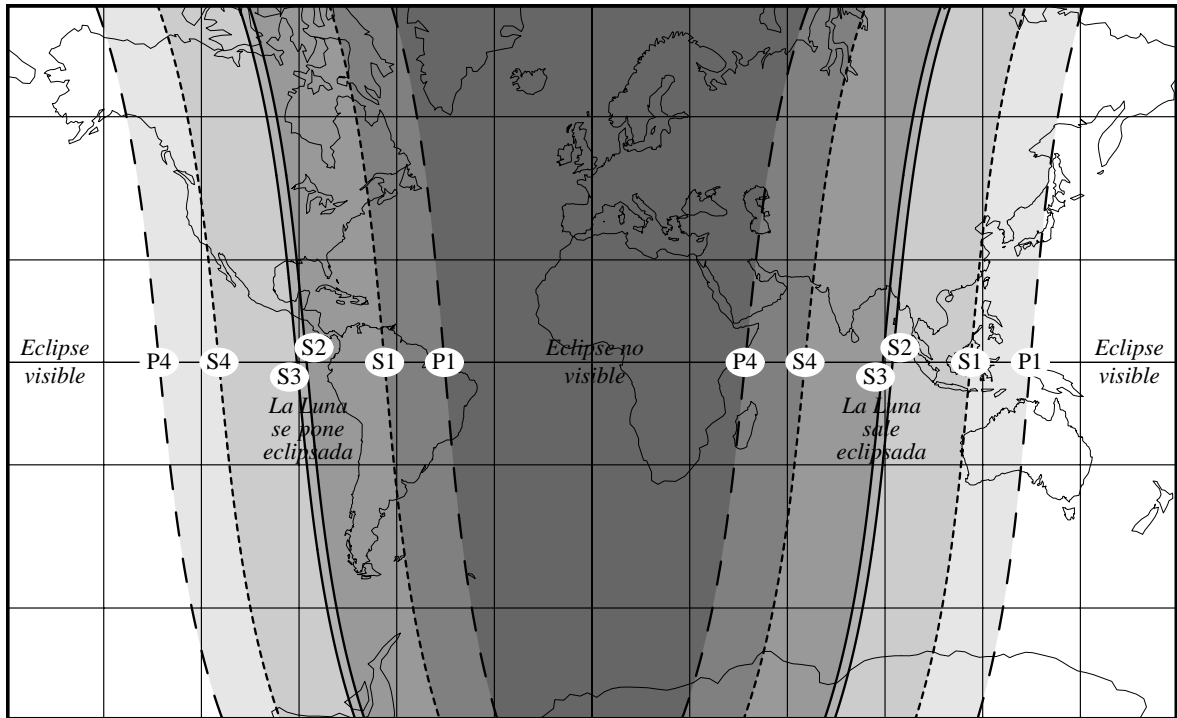
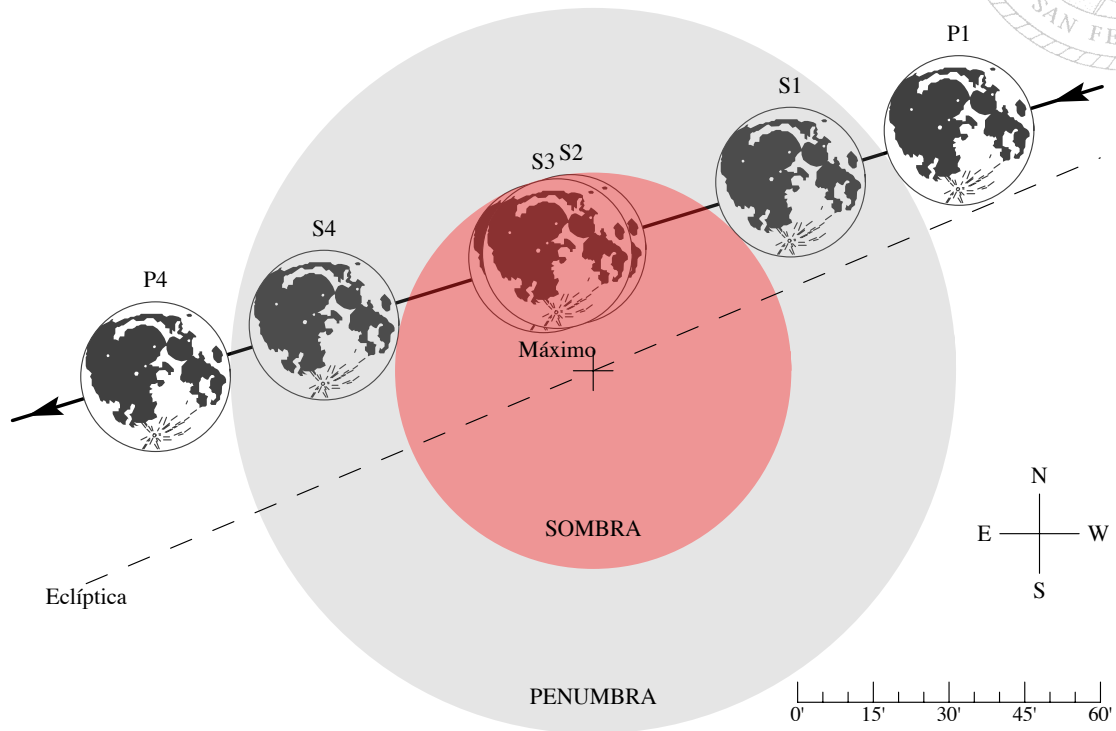
Magnitud del eclipse: 1.006

*Si se desea utilizar un valor más preciso, $\Delta T'$, los datos presentados deben modificarse de la siguiente forma:

- Calcular $\delta T = \Delta T' - \Delta T$, en segundos de tiempo.
- Restar δT a las horas UT presentadas.
- Sumar a las longitudes presentadas los segundos de arco $15.04106865 \times \delta T$, con δT en segundos de tiempo.
- La latitudes no se modifican.



Eclipse total de Luna, el 4 de abril de 2015



Paralelos y meridianos de 30° en 30°