



Eclipse total de Luna, el 28 de septiembre de 2015

Visible en América, Europa, África y oeste de Asia. Eclipse número 26 de la serie Saros 137, compuesta por 78 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: $2^h 36^m 17^s.556$

Desarrollo del eclipse:

P1: Principio del eclipse penumbral	$0^h 10^m.4$
S1: Principio del eclipse parcial	$1^h 06^m.9$
S2: Principio del eclipse total	$2^h 10^m.7$
Máximo del eclipse	$2^h 47^m.1$
S3: Fin del eclipse total	$3^h 23^m.5$
S4: Fin del eclipse parcial	$4^h 27^m.4$
P4: Fin del eclipse penumbral	$5^h 23^m.9$

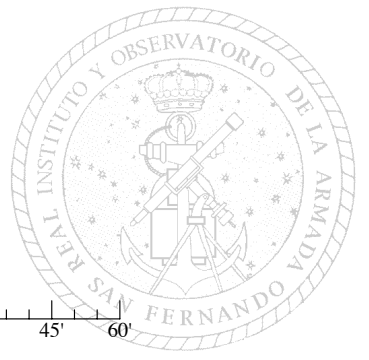
A las horas de los contactos con la sombra (principio y fin del eclipse parcial), la Luna se hallará en el cenit de los lugares cuyas coordenadas geográficas se especifican a continuación; también se facilita el ángulo de posición del punto de tangencia del limbo con el cono de sombra, contado desde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

Contacto	A.P.	Longitud	Latitud
Primero	$53^\circ.6$	$19^\circ 50'.4$ W	$1^\circ 12'.2$ N
Último	$271^\circ.0$	$68^\circ 05'.0$ W	$1^\circ 51'.9$ N

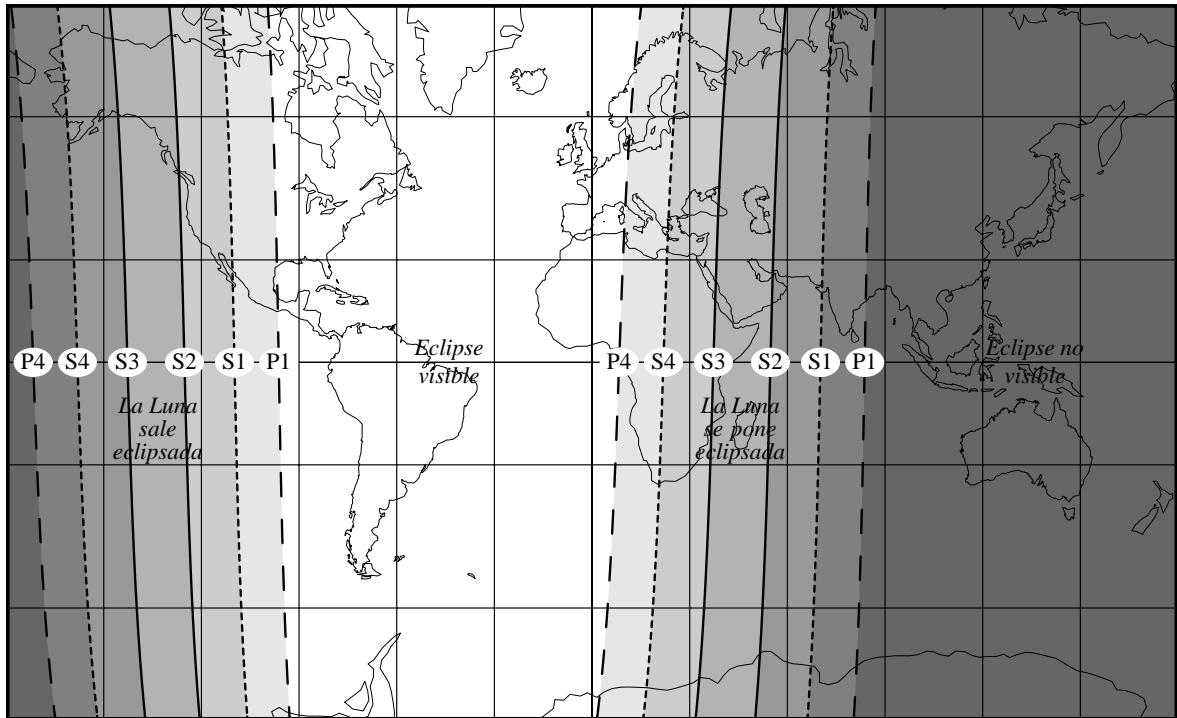
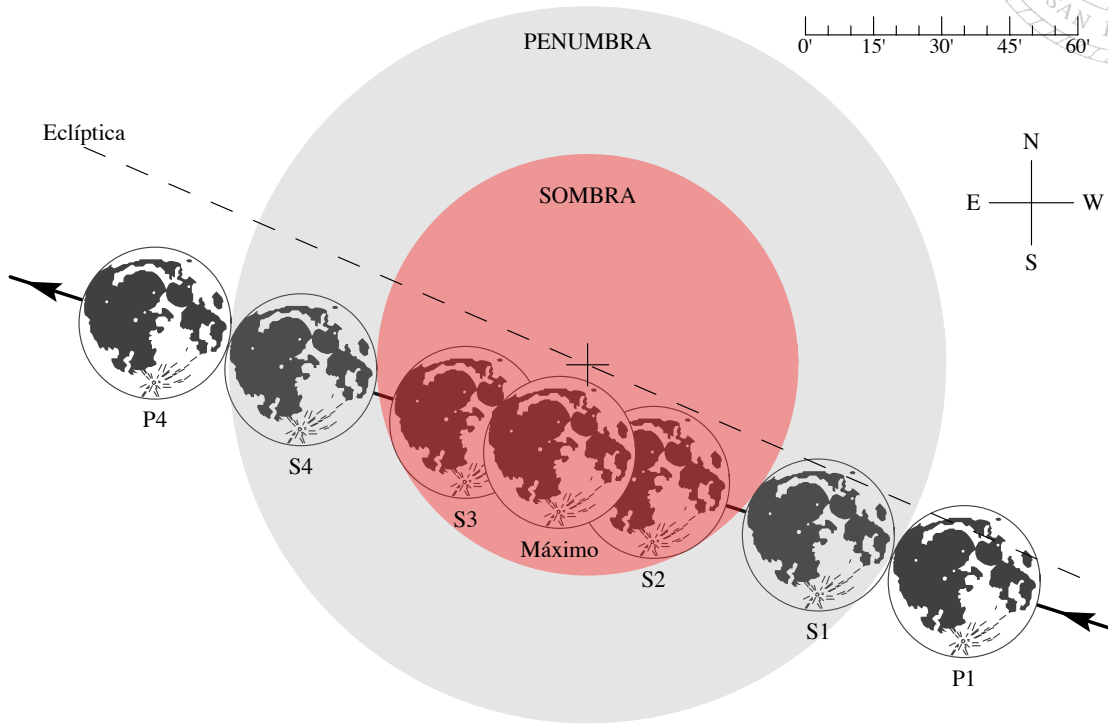
Magnitud del eclipse: 1.282

*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 28 de septiembre de 2015



Paralelos y meridianos de 30° en 30°