



UNIVERSIDAD DISTRITAL
FRANCISCO JOSÉ DE CALDAS

Taller 01. Astrometría

Laura Carolina Triana Martínez, Juan Sebastian
Manrique Moreno

*Astronomía y laboratorio, Programa académico de Física,
Universidad Distrital Francisco José de Caldas*

21 de septiembre de 2022

Transformadas y relaciones

Se tienen en cuenta las transformadas y relaciones obtenidas en [R1], las cuales son:

De azimutales a ecuatoriales

$$(Az, a) \rightarrow (h, \delta)$$

$$\sin h \cos \delta = \sin Az \cos a \quad (1)$$

$$\cos h \cos \delta = \cos Az \cos a \sin \varphi + \sin a \cos \varphi \quad (2)$$

$$\sin \delta = -\cos Az \cos a \cos \varphi + \sin a \sin \varphi \quad (3)$$

De ecuatoriales a azimutales:

$$(h, \delta) \rightarrow (Az, a)$$

$$\sin Az \cos a = \sin h \cos \delta \quad (4)$$

$$\cos Az \cos a = \cos h \cos \delta \sin \varphi - \sin \delta \cos \varphi \quad (5)$$

$$\sin a = \cos h \cos \delta \cos \varphi + \sin \delta \sin \varphi \quad (6)$$

Tiempo sidéreo local:

$$TSL = h_{\star} + \alpha_{\star} \quad (7)$$

1. Eclipse lunar

El próximo **8 de Noviembre** el máximo del **eclipse lunar total** ocurrirá a las **5:59:11** hora local de Bogotá, cuya latitud es $\varphi = 4^{\circ} 38' 57,48''$. Este eclipse será visible en Pacífico y costa Pacífica de Norte América.

1.1. Inicio del eclipse

El inicio de la totalidad será a las 5:16:39 (averigüe el TSL para Bogotá en este instante), si las coordenadas ecuatoriales de la luna para el inicio del eclipse son: $\alpha = 2 \text{ h } 48 \text{ min } 27 \text{ s}$, $\delta = +16^{\circ} 39' 35''$.

a) Determine las coordenadas azimutales para un observador en Bogotá.

Contando el TSL encontrado en Stellarium, se tienen los siguientes datos:

$$\alpha = 2 \text{ h } 48 \text{ min } 27 \text{ s}$$

$$\delta = 16^{\circ} 39' 35''$$

$$TSL = 8 \text{ h } 30 \text{ min } 40,3 \text{ s}$$

Se calcula primero el ángulo horario h despejándolo de la ecuación (??):

$$h_{\star} = TSL - \alpha_{\star}$$

$$h_{\star} = 8,5112 \text{ h} - 2,8075 \text{ h}$$

$$h_{\star} = 5,7037 \text{ h}$$

Se realiza la conversión a grados de h :

$$5,7037 \text{ h} \cdot \frac{15^{\circ}}{1 \text{ h}} = 85,5555^{\circ}$$

$$h = 85,5555^{\circ} \quad (8)$$

Se realiza la respectiva conversión para la declinación (δ):

$$35'' \cdot \frac{1'}{60''} = 0,5833'$$

$$39,5833' \cdot \frac{1^{\circ}}{60'} = 0,6597^{\circ}$$

$$\delta = 16,6597^{\circ} \quad (9)$$

Para hallar la **altura** (a), se reemplazan los datos en la ecuación(??):

$$\sin a = \cos(85,5555^{\circ}) \cos(16,6597^{\circ}) \cos(4,6493^{\circ}) + \sin(16,6597^{\circ}) \sin(4,6493^{\circ})$$

Despejando a de la anterior ecuación se tiene que:

$$a = 5,58^\circ \implies a = 5^\circ \ 34' \ 49''$$

Para el **azimuth** (Az), dividiendo las ecuaciones (??) y (??) resulta que:

$$\tan Az = \frac{\sin h \cos \delta}{\cos h \cos \delta \sin \varphi - \sin \delta \cos \varphi} \quad (10)$$

Se reemplazan los datos conocidos en la ecuación:

$$\tan Az = \frac{\sin (85,5555^\circ) \cdot \cos (85,5555^\circ) \cos (16,6597^\circ) \sin (4,6493^\circ)}{\cos (16,6597^\circ) - \sin (16,6597^\circ) \cos (4,6493^\circ)}$$

Despejando Az y realizando una serie de cálculos

$$Az = -73,677^\circ \implies Az = -73^\circ, 40', 37, 2'' \quad (11)$$

1.2. Máximo del eclipse

1.3. Final del eclipse

El final de la totalidad será a las 6 : 41 : 36 (Averigüe el TSL Bogotá), si las coordenadas ecuatoriales de la luna para el fin del eclipse son: $\alpha = 2h51m31s$, $\delta = +16^\circ50'53''$

Coordenadas azimutales para un observador en Bogotá.

Contando el TSL encontrado en Stellarium, se tienen los siguientes datos:

$$\alpha = 2 \text{ h } 51 \text{ min } 31 \text{ s}$$

$$\delta = 16^\circ \ 50' \ 53''$$

$$TSL = 7 \text{ h } 4 \text{ min } 20,3 \text{ s}$$

Se calcula primero el ángulo horario h despejándolo de la ecuación (??):

$$h_\star = TSL - \alpha_\star$$

$$h_\star = 9,9309 \text{ h} - 2,8586 \text{ h}$$

$$h_\star = 7,0723 \text{ h}$$

Se realiza la conversión a grados de h :

$$7,0723 \text{ h} \cdot \frac{15^\circ}{1 \text{ h}} = 106,0845^\circ$$

$$h = 106,0845^\circ$$

Se realiza la respectiva conversión para la declinación (δ):

$$53'' \cdot \frac{1'}{60''} = 0,8833'$$

$$50,8833' \cdot \frac{1^\circ}{60'} = 0,8480^\circ$$

$$\delta = 16,8480^\circ$$

Para hallar la **altura** (a), se reemplazan los datos en la ecuación(??):

$$\sin a = \cos (106,0845^\circ) \cos (16,8480^\circ) \cos (4,6493^\circ) + \sin (16,8480^\circ) \sin (4,6493^\circ)$$

Despejando a de la anterior ecuación se tiene que:

$$a = -13,934^\circ \implies -13^\circ \ 56' \ 2,4''$$

Para el **azimuth** (Az), dividiendo las ecuaciones (??) y (??) resulta que:

$$\tan Az = \frac{\sin h \cos \delta}{\cos h \cos \delta \sin \varphi - \sin \delta \cos \varphi} \quad (12)$$

Se reemplazan los datos conocidos en la ecuación:

$$\tan Az = \frac{\sin (106,0845^\circ) \cdot \cos (106,0845^\circ) \cos (16,8480^\circ) \sin (4,6493^\circ)}{\cos (16,8480^\circ) - \sin (16,8480^\circ) \cos (4,6493^\circ)}$$

Despejando Az y realizando una serie de cálculos

$$Az = -71,35^\circ \implies Az = -73^\circ, 21' \quad (13)$$

2. Coordenadas azimutales y ecuatoriales

Teniendo en cuenta las coordenadas de los siguientes objetos celestes, realice las operaciones indicadas.

Para observaciones realizadas en Bogotá ($\varphi = 4^\circ38'57,48''$ el próximo Equinoccio de Otoño **22 de septiembre a las 20:03:00**

a. Antares: Es la estrella α Scorpii (α Sco), la estrella más brillante de la constelación de Escorpión, conocida también como el corazón del escorpión, es

la decimosexta más brillante del cielo nocturno, situada aproximadamente a 550 años luz del sistema solar.

i. Sus coordenadas Azimutales para un observador en Bogotá en la fecha y hora indicada serán: $Az = 56^{\circ}46'45''$, $a = 27^{\circ}40'48''$. Hallar las coordenadas ecuatoriales de la estrella.

$$Az = ^{\circ} \quad ' \quad '' \quad (14)$$

$$a = ^{\circ} \quad ' \quad '' \quad (15)$$

Realizando la respectiva conversión para el azimut (Az), resulta:

$$\begin{aligned} \cancel{''} \cdot \frac{1'}{60\cancel{''}} &= 0,7' \\ \cancel{' } \cdot \frac{1^{\circ}}{60\cancel{'}} &= 0,645^{\circ} \\ Az &= ^{\circ} \end{aligned} \quad (16)$$

Realizando la respectiva conversión para la altura (a), resulta:

$$\begin{aligned} \cancel{''} \cdot \frac{1'}{60\cancel{''}} &= ' \\ \cancel{' } \cdot \frac{1^{\circ}}{60\cancel{'}} &= ^{\circ} \\ a &= ^{\circ} \end{aligned} \quad (17)$$

Se halla el ángulo horario dividiendo la ecuación ?? entre la ecuación ??

Despejando h y realizando una serie de cálculos

$$h = ^{\circ} \quad (18)$$

$$h = h \quad \text{min} \quad \text{seg} \quad (19)$$

Para hallar δ se usa la ecuación ??

$$\begin{aligned} \sin \delta &= -\cos(^{\circ}) \cos(^{\circ}) \\ &\cos(^{\circ}) + \text{sen}(^{\circ}) \\ &\sin(^{\circ}) \end{aligned}$$

Despejando δ y realizando una serie de cálculos

$$\delta = ^{\circ} \implies \delta = ^{\circ}, \quad (20)$$

b. Vega de la Lyra: Es la estrella α Lyra (α Ly), la estrella más brillante de la constelación de la Lyra.

Es la quinta estrella más brillante del cielo nocturno. Se considera una estrella relativamente cercana, a solo 25 años luz de la Tierra, siendo una de las más brillantes cercanas al sistema solar.

i. Sus coordenadas Azimutales para un observador en Bogotá en la fecha y hora indicada serán: $Az = 150^{\circ}40'20''$, $a = 49^{\circ}25'47''$. Hallar las coordenadas ecuatoriales de la estrella.

$$Az = 150^{\circ} 40' 20'' \quad (21)$$

$$a = 49^{\circ} 25' 47'' \quad (22)$$

Realizando la respectiva conversión para el azimut (Az), resulta:

$$\begin{aligned} 20\cancel{''} \cdot \frac{1'}{60\cancel{''}} &= 0,3333' \\ 40,3333\cancel{' } \cdot \frac{1^{\circ}}{60\cancel{'}} &= 0,6722^{\circ} \end{aligned}$$

$$Az = 150,6722^{\circ} \quad (23)$$

Realizando la respectiva conversión para la altura (a), resulta:

Se halla el ángulo horario dividiendo la ecuación ?? entre la ecuación ??

Despejando h y realizando una serie de cálculos

$$h = ^{\circ} \quad (24)$$

$$h = h \quad \text{min} \quad \text{seg} \quad (25)$$

Para hallar δ se usa la ecuación ??

$$\begin{aligned} \sin \delta &= -\cos(^{\circ}) \cos(^{\circ}) \\ &\cos(^{\circ}) + \text{sen}(^{\circ}) \\ &\sin(^{\circ}) \end{aligned}$$

Despejando δ y realizando una serie de cálculos

$$\delta = ^{\circ} \implies \delta = ^{\circ}, \quad (26)$$

Referencias

- [1] Manrique, J. S. Triana, L. C. (2022). Quiz 02. Astronomía y Laboratorio. Universidad Distrital FJDC.