

1^{RA} OLIMPIADA ANDINA DE ASTRONOMÍA Y ASTROFÍSICA

BUSTOS R.¹, DE LA TORRE M.², RAMIREZ M.¹, ZUBIETA V.¹, BRAÑEZ A.¹, MIRANDA P.¹, MUÑOZ R.¹, RALJEVIC M.¹, GARCIA J.¹, CENTENO E.¹, POMA J.¹, MAYTA R.¹, PEÑAFIEL M.¹, CORDERO M.², TAVERA W.³, CARVAJAL R.⁴, CABRERA S.⁴, LANDIVAR M.⁴, CERRUTO I.⁴, ORELLANA W.⁴, SANTALLA I.⁵, PEREYRA S.⁵, ANDRADE M.⁶, VALLEJOS V.⁷

¹ Universidad Mayor de San Andrés (UMSA), Carrera de Física, La Paz

² Asociación Boliviana para el Avance de la Ciencia (ABAC)

³ Sociedad Boliviana de Física (SOBOFI)

⁴ Ministerio de Planificación para el Desarrollo, Viceministerio de Ciencia y Tecnología

⁵ Estudiantes exolímpicos

⁶ Universidad Mayor de San Simón (UMSS), Carrera de Física, Cochabamba

⁷ Astrónomo, UMSA

RESUMEN

La 1^{ra} Olimpiada Andina de Astronomía y Astrofísica (1^{ra} OAAA) nace de la necesidad de dar una urgente respuesta al desafío sobre: ¿Cómo incentivar a la juventud de nuestros países al estudio de la Astronomía y la Astrofísica? De esta manera se pretende generar mayores capacidades científicas y tecnológicas como aporte al desarrollo tanto cultural como económico y social de nuestros pueblos. La 1^a OAAA en el contexto anterior, constituye un importante estímulo en los estudiantes para el estudio de los astros y las leyes que rigen sus comportamientos.

La 1^a OAAA se llevó a cabo, con el éxito esperado, a orillas del lago Titikaka, La Paz, Bolivia, del 19 al 23 de Junio de 2009, coincidiendo con el Solsticio de Invierno en el hemisferio Sur. Se contó con la presencia de 4 países: Argentina, Brasil, Bolivia y México. Se tuvieron dos modalidades de evaluación, Teórica y Práctica.



Descriptor: Olimpiadas de Física

Subject headings: Physics Olympiads

En la 1^a OAAA se concentraron 35 personas entre estudiantes y profesores, quienes compartieron sus experiencias, costumbres y culturas.

La lista de los ganadores se muestra en la Tabla 1.

¡Felicidades a los países participantes y a todos los jóvenes participantes y ganadores!

A continuación se presentan los exámenes teórico y experimental resueltos, de la 1^{ra} OAAA.

TABLA 1
MEDALLERO DE LA 1^{RA} OLIMPIADA ANDINA DE
ASTRONOMÍA Y ASTROFÍSICA

Nombre	Puesto	País
Agustín Di Paolo	MEDALLA DE ORO	Argentina
Alvaro Hurtado	MEDALLA DE ORO	Bolivia
Mariano Coraccini	MEDALLA DE PLATA	Argentina
Hugo Roberto Gutierrez	MEDALLA DE PLATA	Bolivia
Otilio García	MEDALLA DE BRONCE	México
Hesser Taboada	MEDALLA DE BRONCE	Bolivia
Gustavo Tobalin	MENTIÓN DE HONOR	Bolivia
Anita Padilla	MENTIÓN DE HONOR	Bolivia

SOLUCIONES DEL EXAMEN TEÓRICO
1ª Olimpiada Andina de Astronomía y Astrofísica
Lago Titikaka - La Paz - Bolivia, 22 de Junio de 2009

DATOS ÚTILES

Velocidad de la luz:	$c = 2.99792458 \times 10^8 \text{ [m/s]}$
Masa del protón	$m_p = 1.6726 \times 10^{-27} \text{ [kg]}$
Masa del helio:	$m_{He} = 6.643 \times 10^{-27} \text{ [kg]}$
Masa del electrón:	$m_e = 9.1094 \times 10^{-31} \text{ [kg]}$
Masa del neutrino:	$m_\nu = 0 \text{ [kg]}$
Un electronvoltio:	$1 \text{ eV} = 1.6022 \times 10^{-19} \text{ [J]}$
Un mega electronvoltio:	$1 \text{ MeV} = 1 \times 10^6 \text{ [eV]}$

PREGUNTA 1:

Las estrellas pueden considerarse como cuerpos negros (emisividad $\varepsilon = 1$) cuya superficie emite energía en forma de radiación electromagnética, siguiendo la ley de Stephan-Boltzmann $H = A\varepsilon\sigma T^4$, donde H es la corriente de calor debida a la radiación de una superficie A, T es la temperatura absoluta en °K y $\sigma = 5.67 \times 10^{-8} \text{ [Wm}^{-2}\text{K}^{-4}]$ es la constante de Stephan-Boltzmann. El Sol tiene una masa aproximada de $1.99 \times 10^{30} \text{ [Kg]}$ y una densidad de $2.0 \text{ [g/cm}^3]$. Por otra parte, se sabe que en promedio la luz del Sol tarda en llegar a la tierra 8 minutos. Además, sabiendo que la magnitud de Rigel es de 0.34 y la de Proción B es de 13.5 y con toda la información anterior responda las siguientes preguntas:

- ¿Pueden ambas estrellas verse a simple vista (sin utilizar ningún telescopio)? Justifique su respuesta.
- Sabiendo que las temperaturas superficiales de Rigel y Proción B son de $1800 \text{ [}^\circ\text{C]}$ y $9800 \text{ [}^\circ\text{C]}$, respectivamente, y que Rigel radia energía a una tasa de $2.7 \times 10^{32} \text{ [W]}$ y Proción B a una tasa de $2.1 \times 10^{23} \text{ [W]}$, determine los radios de ambas estrellas. Considere que las estrellas son esféricas.
- Compare los radios de ambas estrellas con el radio del Sol y con la distancia media Tierra-Sol.

SOLUCIÓN

- Sólo Rigel puede verse a simple vista puesto que la magnitud límite estelar en el mejor de los casos alcanza a 6.0, por lo que para observar Proción B se necesita un telescopio.
- Para calcular los radios de Rigel (R) y Proción B se utiliza $H = A\sigma T^4$ puesto que $\varepsilon = 1$.

$$H_R = A_R \sigma T_R^4, \text{ donde para calcular } A_R = 4\pi R_R^2$$

$$H_R = 2.7 \times 10^{32} \text{ W} \quad \text{y} \quad H_p = 2.1 \times 10^{23} \text{ W}$$

$$T_r = 11073 \text{ }^\circ\text{K} \quad \text{y} \quad T_p = 10073 \text{ }^\circ\text{K},$$

de donde:

$$H_R = 4\pi R_R^2 \sigma T_R^4.$$

Entonces:

$$R_R = \sqrt{\frac{H_R}{4\pi\sigma T_R^4}} = 1.59 \times 10^{11} \text{ m}.$$

Similarmente:

$$R_p = \sqrt{\frac{H_p}{4\pi\sigma T_p^4}} = 5.35 \times 10^6 \text{ m}.$$

- Para la comparación con el radio del sol, se debe determinar el mismo a partir de:

$$\rho_\odot = \frac{M_\odot}{V_\odot} = \frac{M_\odot}{\frac{4}{3}\pi R_\odot^3}.$$

Entonces:

$$R_\odot = \sqrt[3]{\frac{3 \times 1.99 \times 10^{30} \text{ Kg}}{4\pi \times 2 \times 10^{-3} \text{ Kg m}^{-3}}} = 6.19 \times 10^{10} \text{ m},$$

y la distancia media Tierra-Sol se puede calcular a partir de: $C = \frac{d}{t}$. Entonces, de aquí,

$$d = Ct = 3 \times 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}} \times 480 \text{ s} = 1.44 \times 10^{11} \text{ m}.$$

De este modo:

$$\frac{R_R}{R_\odot} = 2.57 \Rightarrow R_R = 2.57 R_\odot,$$

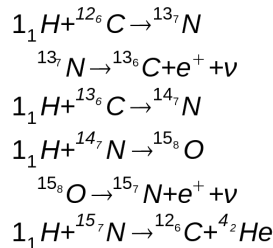
$$\frac{R_R}{d} = 1.10 \Rightarrow R_R = 1.10 d,$$

$$\frac{R_P}{R_\odot} = 8.64 \times 10^{-5} \Rightarrow R_P = 8.64 \times 10^{-5} R_\odot \text{ y}$$

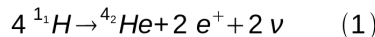
$$\frac{R_P}{d} = 3.72 \times 10^{-5} \Rightarrow R_P = 3.72 \times 10^{-5} d$$

PREGUNTA 2:

En 1938 Hans Albrecht Bethe (1906-2005) en Estados Unidos y Karl Friedrich von Weizsäcker (1912-), en Alemania, simultánea e independientemente encontraron el hecho notable de que un grupo de reacciones en las que intervienen el carbono y el nitrógeno como catalizadores constituyen un ciclo, que se repite una y otra vez, mientras dura el hidrógeno. A este grupo de reacciones se las conoce como "ciclo de Bethe o del carbono" (a veces ciclo CNO), y es equivalente a la fusión de cuatro protones en un núcleo de helio. Este ciclo está caracterizado por las siguientes ecuaciones:



Sumando éstas miembro a miembro se obtiene:



Como se puede observar, este ciclo es equivalente a la transformación de cuatro protones en un átomo de Helio más dos positrones (antipartícula del electrón, igual masa, pero carga de signo contrario) y más dos neutrinos (necesarios para satisfacer las leyes de conservación de la cantidad de movimiento y del momento angular, aquí se supone que los neutrinos no tienen masa).

Se define a Q , como la diferencia de energía cinética $Q = \Delta E_k$ del proceso. Mediante operaciones algebraicas se llega a: $Q = -\Delta m c^2 = (\sum_{inicial} m_i - \sum_{final} m_i) c^2$.

Determine el Q de la ecuación (1) en unidades [Mev] ($1 \text{ Mev} = 1 \times 10^6 \text{ [eV]}$).

SOLUCIÓN:

Por definición:

$$Q = [4 m_p - (m_{\text{He}} + 2 m_e)] c^2 = 4.060346 \times 10^{-12} \text{ J}$$

Nuevamente se ha supuesto que la masa del neutrino es cero, lo cual está en entredicho por las últimas investigaciones. Para llevar este resultado a las unidades pedidas, simplemente se utilizan factores de conversión:

$$Q = 4.060346 \times 10^{-12} \text{ J} \times \frac{1 \text{ ev}}{1.602 \times 10^{-19} \text{ J}} \times \frac{1 \text{ Mev}}{106 \text{ ev}}$$

Entonces:

$$Q = 25.3455 \text{ Mev}$$

PREGUNTA 3:

La masa del planeta Júpiter es aproximadamente 300 veces mayor que la de la Tierra, por lo que parecería que el peso de un objeto en la superficie de Júpiter fuera 300 veces mayor que su peso en la Tierra. Pero resulta ser que un objeto en la superficie de Júpiter pesa apenas 3 veces más que en la superficie de la Tierra.

- Dé una explicación de este hecho (guíe su razonamiento con ayuda de los términos de la ecuación de fuerza gravitatoria).
- Estime el diámetro de Júpiter en términos del de la Tierra.

SOLUCIÓN:

a) Al ser la masa mayor, la fuerza gravitatoria (F_g) se incrementa en forma lineal respecto a ésta, pero el radio de Júpiter (j) también es mayor que el de la Tierra T , y como la F_g es inversamente proporcional al cuadrado de este radio, esto hace que el peso de un objeto en la superficie Júpiter sea del mismo orden que su peso en la superficie de la Tierra.

b) Si el peso en Júpiter es aproximadamente 3 veces el de la Tierra T:

$$F_{gj} = 3 F_{gT}$$

$$(M_j m_{obj})/R_j^2 = 3 (M_T m_{obj})/R_T^2$$

Como $M_j = 300 M_T$

$$(300 M_T)/R_j^2 = (3 M_T)/R_T^2$$

$$100 R_T^2 = R_j^2$$

$$10 R_T = R_j$$

Entonces el R_j es aproximadamente $10 R_T$.

PREGUNTA 4:

En las capas más profundas del Sol, simultáneamente con el aumento de la temperatura, debe crecer la presión, determinada por el peso de todas las capas suprayacentes. Por lo tanto, la densidad también aumentará. Además de que en cada punto interior del Sol se debe cumplir la denominada condición del equilibrio hidrostático ($P=\rho gH$).

a) Con base en el siguiente esquema:

donde:

P_1 es la presión en la capa A,

P_2 es la presión en la capa B,

ρ es la densidad media entre las capas A y B.

Y con la expresión $RT/ug = H_0$ que tiene unidades de longitud. Halle la relación aproximada entre las presiones de las capas entre A y B.

Nota.- la mayoría de los objetos astronómicos constan de un gas que se puede considerar perfecto, siendo así, la ecuación fundamental de estado correspondiente es:

$$P = (\rho RT)/u \quad (\text{tomar en cuenta que } H_0 \approx H),$$

donde: P, es la presión interna del gas; ρ , su densidad; u, la masa molecular relativa, y T la temperatura absoluta del gas expresada en °K; $R = 8.31 \text{ J}/(\text{mol} \cdot \text{°K})$ (considere los valores medios de presión y densidad entre las dos capas).

SOLUCIÓN:

Recordemos que la ecuación de estado es:

$$P = \frac{\rho RT}{u} \dots\dots\dots(1)$$

Además también recordemos que la densidad y la presión media entre las capas A y B viene dada por:

$$\rho = \frac{\rho_1 + \rho_2}{2} \quad \text{y} \quad P = \frac{P_1 + P_2}{2}.$$

Ahora, reemplazando las dos anteriores ecuaciones en (1) tenemos:

$$\left(\frac{P_1 + P_2}{2}\right) = \left(\frac{\rho_1 + \rho_2}{2}\right) \frac{RT}{u} \quad . \text{ De donde obtenemos:}$$

$$\left(\frac{P_1 + P_2}{2}\right) \frac{u}{RT} = \left(\frac{\rho_1 + \rho_2}{2}\right) = \rho \quad \dots\dots\dots(2)$$

Por otro lado, recordemos que para que se cumpla la denominada condición del equilibrio hidrostático, se tiene que:

$$P_2 - P_1 = \rho g H \quad \dots\dots\dots(3)$$

Ahora, reemplazando la ecuación (2) en (3):

$$P_2 - P_1 = \left(\frac{P_2 + P_1}{2}\right) \frac{u}{RT} g H \Rightarrow \frac{RT}{ug} (P_2 - P_1) = \left(\frac{P_2 + P_1}{2}\right) H$$

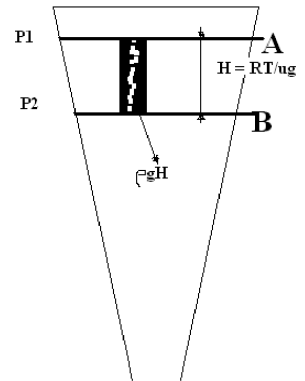
Pero recordemos que:

$$\frac{RT}{ug} = H_0, \quad \text{y además sabemos que } H_0 = H, \quad \text{con lo que tenemos:}$$

$$P_2 - P_1 = \frac{P_2 + P_1}{2}$$

y con lo que finalmente obtenemos:

$$P_2 = 3P_1, \quad \text{que es la relación buscada.}$$



PREGUNTA 5.

Si mal no recuerdo, hace un tiempo en un canal de ciencia se hacía la propaganda de especiales referidos a un gran telescopio en la superficie de la Tierra, y decía algo así: Con este telescopio podrá verse el logotipo de la NASA en el Telescopio Espacial Hubble, si éste se encuentra en órbita circular alrededor de la Tierra a 593 km sobre el nivel del mar, y si suponemos que el logotipo tiene letras de 2 metros de alto. ¿Cuál debería ser el diámetro del telescopio en la superficie?. ¿Cuál es el telescopio, de los que Ud. Conozca, que más se aproxime al cálculo realizado? (Ayuda: utilice la longitud de onda del punto medio del visible, 550 nm).

Respuesta

El poder de resolución de un telescopio es: $RP=1/\Theta_{\min}$, donde Θ_{\min} es el ángulo mínimo entre dos puntos, y $\Theta_{\min} = 206\,265 \lambda/d$, donde λ es la longitud de onda de la luz y d es el diámetro del objetivo. Si consideramos la difracción de una apertura circular, debemos multiplicar este valor por 1.22, entonces para la longitud de onda del visible tenemos:

$$1.22 \times \Theta_{\min} = 1.22 \times 206265 \times (5,5 \times 10^{-7}) / d$$

$$1.22 \times \Theta_{\min} \approx 0.14/d$$

Ahora, si el telescopio tiene letras de 2 m y está a 593 km, el ángulo que deberíamos poder ver sería

$$\Theta/2 = \tan^{-1}(2/593.000)$$

$$\Theta = 6.74 \times 10^{-6}$$

Luego: $d = 0.14/\Theta = 0.14 / 6.74 \times 10^{-6} = 20.75 \text{ m}$

El telescopio terrestre más grande de la superficie terrestre es el Very Large Telescope, en Atacama, Chile. Se trata de 4 espejos de 8 metros de diámetro. En modo interferométrico, el telescopio tiene una resolución igual a la de un telescopio de un diámetro igual a la distancia entre los espejos, es decir, 100 metros. Con lo que este telescopio fácilmente resolvería este objeto.

PREGUNTA 6. Responda con falso o verdadero:

1. La gran mayoría de las fuentes de rayos gamma consiste de estrellas binarias de Rayos X.

F
V
2. La mejor manera de diferenciar si un chubasco atmosférico ha sido generado por un rayo gamma o por una partícula cargada es medir el bajo contenido muónico del mismo (muón=partícula de masa media entre un electrón y un protón).

F
V
3. De acuerdo a las teorías actuales, se cree que el Sol existirá tal y como es ahora unos 10.000 millones de años más.

F
V
4. Los típicos cúmulos de galaxias pueden tener un diámetro de 10^7 años luz y contener unas 10^3 galaxias con un tamaño de 10^5 años luz separadas por 10^6 años luz siendo las velocidades típicas galácticas de 10^3 km/s.

F
V
5. Las estrellas que vemos en la vía láctea constituyen parte de un gran disco de estrellas y gas en rotación, que constituyen nuestra galaxia. En la constelación Andrómeda es posible visualizar, con binoculares, a la galaxia espiral llamada Andrómeda o galaxia M31, la cual probablemente se asemeja en su forma a nuestra galaxia si la pudiéramos ver desde lejos. M31 está a 2×10^6 años luz de nosotros.

F
V
6. La pérdida de masa solar es de 5 millones de toneladas por segundo.

F
V
7. El orden de las Lunas Galileanas, desde el interior y alejándose del planeta Júpiter es: IO, EUROPA, GANÍMEDES, CALIXTO.

F
V

SOLUCIÓN DEL EXAMEN EXPERIMENTAL

PARTE I: USE EL PUNTERO LÁSER PROPORCIONADO (15 PUNTOS)

1. Ubique los objetos conocidos como “Corona Austral y Corona Boreal” X
 2. Dirija el puntero en dirección hacia el Centro de la Galaxia. X
 3. Mueva el puntero a lo largo de la eclíptica. X
 4. Dirija el puntero a la estrella llamada Gamma Cruz. X
 5. En el sur una brillante constelación es el triángulo austral, dirija el puntero a la estrella más brillante del triángulo. X
- R.- La estrella más brillante es *Alfa Triángulo* de magnitud 1.9, trazo espectral BV y a una distancia de 415.5 años luz.
6. Inicie en la estrella Antares (Alfa-Scorpius) en la constelación del escorpión, mueva el puntero 40° hacia al oeste, seguido de 30° hacia el sur (en coordenadas ecuatoriales). Ahora reconozca a la constelación en el campo de visión. X
- R.- La constelación es VELA

PARTE II: USE LOS BINOCULARES O EL TELESCOPIO (25 PUNTOS)

1. Utilizando el telescopio adecuadamente ubique dos tipos de Cúmulos e indique su nombre. X
2. Encuentre la nebulosa laguna (M8). X
3. Encuentre un planeta. X
4. Utilizando el telescopio adecuadamente ubique dos tipos de Cúmulos o Nebulosas e indique el nombre de los mismos.

Resp.: Cúmulos Globulares: NGC5139 (Omega del Centauro), Centauro, M80 Escorpión, M4-NGC6121 Escorpión. **Cúmulos Abiertos:** NGC4755 (El Boyero), M6 (Mariposa) Escorpión, M7-NGC6475, Escorpión-Sagitario. **Nebulosas:** M8 (Nebulosa de la Laguna) Sagitario, M80.

5. Observe las nebulosas laguna (M8) y Trífida (N20) y dibuje su forma y tamaño aproximados que ve a través de los binoculares en el cuadro siguiente con la correcta orientación.