

## GRAVITACIÓN Y COSMOLOGÍA.

### Examen Convocatoria de Mayo [21/5/2024]

---

1. Describe brevemente y asigna tiempos, *redshifts*,  $a(t_0)/a(t)$  y temperaturas (fotones y neutrinos) a tres eventos en la historia del universo desde  $z = 2000$  hasta hoy.  
(2 puntos)

---

2. Usando el telescopio James Webb (JWST) se detectó en 2023 una de las galaxias más distantes conocidas (código JADES-GS-z13-0) con un *redshift* de  $z = 13.20$ . Sus coordenadas ecuatoriales (J2000) son  $\alpha = 53.149880^\circ$  y  $\delta = -27.776500^\circ$  y su magnitud aparente es  $m = 29.4$ .

- Calcula hace cuanto tiempo fue emitida la luz de la citada galaxia (en millones de años).
- Establece una cota superior a la edad de la galaxia cuando ésta emitió la luz que hoy detectamos (en millones de años).
- Calcula su distancia-luminosidad (en Mpc).
- Calcula  $M$ .
- Calcula su distancia propia (en Mpc).

Nota: Justifica todos los cálculos y en caso necesario añadir a la discusión la función del notebook (Sage) de Cosmología con los correspondientes argumentos y su resultado numéricos con las unidades adecuadas.

Referencia: B. E. Robertson et al., *Identification and properties of intense star-forming galaxies at redshifts  $z > 10$* , Nature Astronomy 7, 611–621 (2023).

(2 puntos)

---

3. Calcula el tiempo necesario para que el universo se enfrie desde las siguientes condiciones:

- De  $T = 3.5 \times 10^{13}$  K a  $T = 2.5 \times 10^{13}$  K. ¿Cuáles serían las temperaturas de los neutrinos, en estos dos instantes?
- De  $z = 2$  a  $z = 1$ . ¿Cuáles serían las temperaturas de los neutrinos, en estos dos instantes?

Nota: Justifica todos los cálculos y en caso necesario añadir a la discusión la función del notebook (Sage) de Cosmología con los correspondientes argumentos y su resultado numéricos con las unidades adecuadas. (1 punto)

---

4. Considera el siguiente espacio-tiempo bidimensional:

$$ds^2 = -e^{-f(x)}dt^2 + e^{h(x)}dx^2.$$

- Calcula las ecuaciones de las geodésicas en función de  $s$  y los símbolos de Christoffel.  
Nota. Este apartado hay que resolverlo usando el método lagrangiano.
- Calcula un vector de Killing y comprueba explícitamente que satisface  $\xi_{(\alpha;\beta)} = 0$ .
- Expresa la base ortonormal asociada a esta métrica  $\{e_{\hat{t}}, e_{\hat{x}}\}$  en función de la base coordenada  $\{e_t, e_x\}$  original. Calcula las siguientes cantidades:  $R^{tt}$ ,  $R^{tx}$ ,  $R_{\hat{t}\hat{x}}$ ,  $R_{\hat{x}\hat{x}}$  y  $R_{\hat{t}\hat{t}}$ .
- ¿Es plano este espacio? Justifica la respuesta.
- Asumiendo que  $f(x) = h(x)$ , calcula  $h(x)$  para que este espacio-tiempo sea plano.

Ayuda: En Sage, una función genérica, por ejemplo  $f(x)$ , se define mediante el comando `function('f')(x)`.

(2.5 puntos)

---

5. Considera el espacio de de Sitter en coordenadas estáticas:

$$ds^2 = -\left(1 - \frac{\Lambda r^2}{3}\right)dt^2 + \frac{dr^2}{1 - \frac{\Lambda r^2}{3}} + r^2d\Omega_2^2.$$

con  $\Lambda > 0$ .

- Calcula el tensor de energía-momento correspondiente si la métrica anterior satisface la ecuación de Einstein con constante cosmológica ( $\Lambda$ ).
- Caracteriza el horizonte de sucesos. Asume para ello que la coordenada  $r$  es constante en el horizonte.
- Calcula la gravedad superficial en el horizonte.
- Usando análisis dimensional, estima la temperatura del horizonte (conocida como temperatura de Gibbons-Hawking).

(2.5 puntos)

---

Algunos datos.

$h = 0.674$ ,  $T_{\gamma,0} = 2.7255$  K,  $\Omega_M = 0.315$ ,  $\Omega_\Lambda = 0.685$  y  $\Omega_R \simeq 0$ .