

Nombre	del a	lumno
--------	-------	-------

Aprendizajes:

- Describe cómo se lleva a cabo la exploración de los cuerpos celestes por medio de la detección de las ondas electromagnéticas que emiten.
- Describe algunos avances en las características y composición del Universo (estrellas, galaxias y otros sistemas).

Fech	a:
Punt	uación:
[AT _E X a	ain to produce the table

Grupos de galaxias

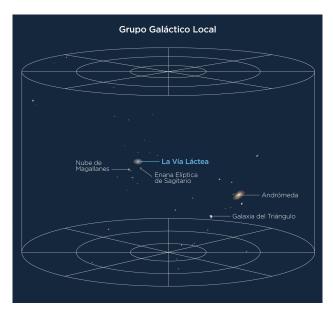


Figura 1: Esquema del Grupo Local de galaxias.

A escalas mayores, las galaxias tienden a formar grupos que sólo hasta años recientes ha sido posible observar y analizar. La Vía Láctea, y unas 30 galaxias forman el llamado **Grupo Local**. Nuestra galaxia tiene algunas galaxias satélites, entre ellas las dos Nubes de Magallanes, que se pueden observar a simple vista desde el hemisferio sur de la Tierra; también Sagitario, una galaxia elíptica enana descubierta hasta 1994 debido a que se encuentra en la dirección del plano galáctico, donde el polvo absorbe la luz y dificulta la observación astronómica. La galaxia satélite más cercana a la Vía Láctea es la enana del Can Mayor, ubicada a unos 25,000 años luz de la Tierra. Se considera que nuestra galaxia está en proceso de engullir gravitacionalmente a sus galaxias satélites. La galaxia más grande del Grupo Local es M31, conocida como la Gran Nebulosa de Andrómeda (figura ??).

La Vía Láctea y unas 14 galaxias gigantes integran una estructura en forma de anillo conocida como Concilio de Gigantes (figura ??). El Grupo Local está cerca del centro y el conjunto se mueve en torno a él. Los ejes de rotación de las galaxias que integran el Concilio de Gigantes coinciden, por lo cual se cree que tienen un origen común. En esta escala el año luz empieza a quedarse pequeño, y resulta más práctico utilizar otra unidad de longitud.

Las galaxias integran pequeños grupos, como los antes descritos para la Vía Láctea, y también forman **cúmulos de galaxias**. Los cúmulos tienen tamaños típicos de 2 a 3 Mpc y la rapidez de las galaxias que los conforman están en un rango de 400 a 1,400 km/s. Los cúmulos fueron reconocidos y catalogados por primera vez por **George Abell** (1927-1983) en el observatorio de Monte Palomar, California, Estados Unidos de América. Entre los cúmulos más cercanos a la Vía Láctea está el de Virgo, a unos 20 Mpc, compuesto por unas 1,300 galaxias, y el de Coma, situado cerca del polo norte galáctico, a unos 100 Mpc, conformado por unas 1 000 galaxias.

Los cúmulos no son meras agrupaciones de galaxias, sino que forman una entidad fisica. Esto se ha comprobado al

estudiar el gas intergalactico en el interior de los cumulos y la manera en que las galaxias se distribuyen en ellos. Las galaxias espirales abundan más en la periferia y las elípticas y lenticulares proliferan en las regiones centrales, lo cual indica que las galaxias centrales interactuan más con el polvo intergalactico del cúmulo. En el centro del cúmulo también son frecuentes las fusiones de galaxias, lo cual lleva en ocasiones a formar galaxias elípticas gigantes, conocidas como galaxias cD o galaxias centrales dominantes (como la galaxia IC 1101 que ya se mencionó).

Los cúmulos de galaxias, a su vez, integran supercúmulos y en este punto comienza la denominada gran escala del Universo, que pudiste apreciar en la figura ??. Los supercumulos se agrupan alineandose en filamentos, a veces en grandes paredes. Los filamentos se unen en vertices formando una red que muestra enormes vacios conocidos como vacios cósmicos. Hasta ahora ha sido posible identificar una estructura a la cual pertenece el supercúmulo local del que forma parte nuestra galaxia y se conoce como Laniakea ("cielo inmenso", en hawaiano). Para terminar esta panorámica, a manera de resumen, citemos algunos datos (que variarán al contar con mediciones más precisas) sobre el Universo: contiene más de un billón de galaxias y su diámetro es de unos cien mil millones de años luz; de su contenido 4.9 % es materia ordinaria, 26.8 %, materia oscura y 68.3%, energía oscura, y se estima que tiene una antigüedad de unos 13,800 millones de años.

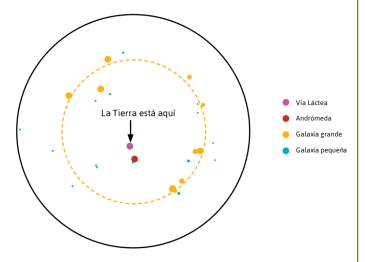


Figura 2: Esquema del Concilio de Gigantes.

Ejercicio 1 ??? puntos

El parsec (pc) puede definirse a partir del año luz como: 1 pc = 3.26 años luz. Si la distancia d que recorre la luz es igual a la velocidad v de la luz por el tiempo t que tarda en recorrerla, entonces:

$$d = vt$$

A cuántos metros equivale un parsec?

Considera que un año tiene 365 días y que la velocidad de la luz es 3×10^8 m/s.

b La galaxia M31 está a 650 kpc de la Vía Láctea y se acerca a ella a una velocidad de unos 350 km/s. Si la fórmula de cinemática para el tiempo es:

$$t = \frac{d}{v}$$

¿En cuánto tiempo "chocará" con ella?

Considea como el kiloparsec, 1 kpc = 10^3 pc, y el megaparsec, 1 Mpc = 10^6 pc.

Ejercicio 2	?? puntos			
Relaciona cada grupo de galaxias con su descripción.				
☐ Grupo formado por la Vía Láctea y unas 30 galaxias más. ☐	☐ Supercúmulo			
b Grupo formado por la Vía Láctea y otras 14 galaxias gigantes que integra una estructura en forma de anillo.	☐ Concilio de Gigantes			
c Grupo de galaxias cuyos tamaños típicos son de 2	☐ Cúmulos de galaxias			
a 3 Mpc.	☐ Grupo local			
d Grupo formado por cúmulos de galaxias.				
Ejercicio 3	?? puntos			
Coloca las palabras que completan las afirmaciones. © En el centro de los de galaxias son frecuentes las fusiones de galaxias, lo que en ocasiones causa la formación de galaxias elípticas gigantes. (pág. ??)				
b Los cúmulos de galaxias integran, a su vez,del Universo. (pág. ??)	y es este punto donde comienza la gran escala			
c Los supercúmulos se agrupan alineándose en	(pág. ??)			
d Los filamentos se unen en vértices formando una red que muestra enormes conocidos como vacíos cósmicos. (pág. ??)				

Ciencias y Tecnología: Física	Guía 10	2° de Secundaria (2022-2023)
Ejercicio 4		?? puntos
Elige la respuesta correcta a cada inc a Longitud del diámetro del Unive		
A Un millón de años luz.		
B Cien mil millones de a	ños luz.	
C Un billón de años luz.		
D Mil millones de años l	1Z.	
b Porcentaje de energía oscura qu	e hay en el Universo.	
\bigcirc 4.9 $\%$		
igorplus 26.8%		
C 33.3 %		
D 68.3 %		
c Porcentaje de materia oscura qu	e hay en el Universo.	
\bigcirc 4.9 $\%$		
igorplus 26.8%		
© 33.3 %		
① 68.3 %		
d Porcentaje de materia ordinaria	que hay en el Universo.	
\bigcirc A 4.9%		
B 26.8 %		
© 33.3 %		
D 68.3 %		
e Antigüedad estimada del Univer	so.	
A 14,800 millones de año	S	
B 10,800 millones de año	S	
C 15,800 millones de año	S	

 $\begin{picture}(2000)\put(0.000)(0.00$