# La gravedad universal newtoniana

## 2DNL-ESP

## 12 de marzo de 2020

# Índice

I. ¿ Quién era Isaac Newton ?	1
II. La Ley de la gravedad newtoniana.	1
II.1. Expresión matemática	1
II.2. Consecuencias	2
III.Ejercicios.	2
III.1. Calculo de la fuerza gravitacional del Sol	2
III.2. Fuerza gravitacional de la Tierra sobre un satélite artificial	3
III.2.1. ¿ Qué es la intensidad de la fuerza de gravedad ejercida por la Tierr el satélite ?	
III.2.2. ¿ Qué es la intensidad de la fuerza de gravedad ejercida por el satélit la Tierra ?	
I. ¿ Quién era Isaac Newton ? Toma un cuarto de hora para buscar elementos biográficos enlazados con la v Newton, sus inventos y todo lo que piensas importante. Apúntalo en las lineas siguie	

### II. La Ley de la gravedad newtoniana.

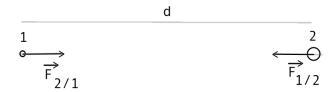
#### II.1. Expresión matemática.



Considerando dos cuerpos diferentes, el número 1 cuya masa llamada «  $m_1$  » y el número 2 con la masa «  $m_2$  ». Supondremos que los dos cuerpos 1 y 2 están a una distancia de « d » entre si. Los dos cuerpos se atraen mutuamente con una fuerza de gravedad « F » cuya expresión matemática es :

$$F = \mathbb{G} \times \frac{m_1 \times m_2}{d^2} \tag{1}$$

donde  $\mathbb{G}$  es la constante de gravedad universal cuya valor digital es  $\mathbb{G} = 6,57 \times 10^{-11} N.m^2.kg^{-2}$ ,  $m_1$  y  $m_2$  en kg y d en m y F es la intensidad de la fuerza en N.



#### II.2. Consecuencias.

La fórmula matemática de la ley de la gravedad y la tercera ley de Newton sobre los movimientos impone :

- $\blacksquare$  la fuerza del cuerpo 1  $\to$  2 tiene la misma intensidad que la fuerza del cuerpo 2  $\to$  1,
- como siempre es una fuerza de atracción entonces los vectores de las fuerzas de  $1 \to 2$  y de  $2 \to 1$  son opuestos :  $\overrightarrow{F}_{1 \to 2} = -\overrightarrow{F}_{2 \to 1}$  como se ve en el esquema precedente,
- CUIDADO : La fuerza de gravedad **no es** la fuerza llamada « peso » cuya expresión matemática es  $P = m \times g$  donde « P » es la fuerza en Newton, « m » la masa en kilogramos y « g » es la intensidad de gravedad en N/kg.

## III. Ejercicios.

#### III.1. Calculo de la fuerza gravitacional del Sol.

Saturno es un planeta gaseoso principalmente constituido de hidrógeno y helio. Su masa vale  $M_{sat}=5,69\times10^{26}$  kg. Su trayectoria al rededor del Sol, cuya masa vale  $M_{Sol}=3,00\times10^{30}$  kg, no es un circulo perfecto sino un elipse donde la distancia entre el Sol y Saturno cambia desde  $d_{min}=1,35\times10^9$  km hasta  $d_{max}=1,51\times10^9$ .

est		Calo lla		a la	ı fu	ıerza	a d	le į	gra	vec	lad	del	Sol	so	bre	Sa	turr	10	cua	nd	ое	l pl	ane	ta (	está	á a	lo	ma	ás (	cero	a l	a
•							•																									
						•																									•	
						•														•			•		•							
	•					•	•				•				•			•					•		•					•	•	
	•					•	•	•			•				•		•	•		•			•	•		•				•	•	
•	•					٠	•	•	•		•	•			•		•	•		•			•	•	•	•			•	•	•	
•	•					٠	•	•	•		•	•			•		•	•		•			•	•	•	•			•	•	•	
	C	Calc	eula	a la	fu	orge	1			1	1	1.1	O 1	1		٠,				1	,	,			. ,	,		,	1			0
esi	tre	lla.		<i>x</i> 10	ı 1u	erza	a a	e g	grav	vea	ad	aeı	Sol	sob	re i	Sat	urn	эс	uar	1do	el	pla	neta	a es	stá a	a I	o n	ıas	ale	ejac	10 1	a
esi	tre	lla.															urno															
	tre	ella.																														
	tre	:																														
		:																														
	tre	ella										• •									· ·											
		: : : :																														
		: : :																														

### III.2. Fuerza gravitacional de la Tierra sobre un satélite artificial.

El satélite meteorológico europeo METOP-A lanzado hacia el espacio en 2006 está en órbita desde entonces. Su masa es  $M_S=4,1~t~y$  está situado a una altitud h=820~km. La tierra (asimilada a una esfera) tiene un radio R=6400~km~y pesa  $m_T=5,972\times 10^{24}~kg$ .

II	Ί.2	2.1		ز ( el	•		_	int	en	$\operatorname{sid}$	lad	. de	e la	a fi	uer	za	d€	e g	rav	vec	lad	l ej	jer	cid	la j	po	r la	аT	l'iei	rra	SO	br	е
								•																•	•	•	•	•			•		
				•		•		•		•			•	•	•		•				•	•	•	•	•	•	•	•				•	
•		•	•	•	•	•	•	•		•	•	•	•	•	•		•		•		•	•	•	٠	•	•	•	•	•		•	•	

III		EJ	ΕF	RCI	CI	OS					II	I.2	F	ue	rza	gr	avi	tac	ion	al	de	la	Tie	erra	a sc	br	e u	n s	até	elite	e ai	rtifi	cia	l.
•					•					•		•							•														•	•
•				•						•									•													•		•
•					•					•		•																		•			•	•
TTT	ำ				<b>^</b>	á c	.a 1	. :	nt.	010	.: 4	۵d	4.	. la	r.	1011	70	40	007		d	٦,	٠ <b>:</b>	0106	.: 4	0 10		1	G O	+4	1;4,		hn	_
III	2	. Z.		_	ղи Ti				1110	ens	sia	au	a€	18	ιIι	ıer	za	ae	gı	av	ea	au	ej	erc	a	ар	oor	eı	sa	ue.	IIι€	) SC	br	е
				ıa	т1	eri	a	•																										
•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•
•	•	•	•	•	•	•	٠	•	•	٠	•	•	•	٠	•	•	•	•	•	•	٠	•	•	٠	•	٠	•	•	•	•	•	•	•	•
•	•				•					•	•	•	٠		•				•	•	٠	٠			•		•	•	•	•	٠	•	•	•
•				•						•		•																		•			•	•
•					•																													
•												•																						