

Test di Fisica

$\mathbf{4F}$ 23 novembre 2022

Il test consiste di 16 quesiti a risposta chiusa o numerica.

1.	. Due corpi puntiformi A e B hanno massa $m_A > m_B$. In quale punto del segmento AB bisognerebbe posizionare un terzo corpo in modo che la forza risultante su di esso sia nulla?			
	○ Nel centro del segmento			
\bigcirc In un punto più vicino ad A				
	\bigcirc In un punto più vicino a B			
	○ In qualsiasi punto del segmento			
	\bigcirc Dipende dalla lunghezza di AB			
2 .	2. Un pianeta collassa su se stesso dimezzando il proprio raggio. Se la sua massa non cambia cosa succede all'accelerazione di gravità in superficie?			
	O Diventa il doppio			
	O Diventa la metà			
	O Diventa un quarto			
○ Quadruplica				
	O Rimane costante			
3 .	3. In quale circostanza è corretto utilizzare la formula $U=mgh$ per definire l'energia potenziale gravitazionale di un corpo di massa m a distanza h dalla superficie di un pianeta?			
	O Se le dimensioni del corpo sono trascurabili rispetto al pianeta			
	\bigcirc Se m è trascurabile rispetto alla massa del pianeta			
	\bigcirc Se la forza di attrazione gravitazionale esercitata dal pianeta è trascurabile			
	\bigcirc Se h è trascurabile rispetto alle dimensioni del pianeta			
	O Se il corpo si trova a distanza infinita dal pianeta			

4 .	Se un satellite si muove lungo un'orbita circolare intorno alla Terra, allora			
	 ○ l'energia cinetica e l'energia potenziale del satellite sono entrambe costanti. ○ l'energia meccanica del satellite è pari a zero. ○ il satellite non subisce alcuna accelerazione. ○ la risultante delle forze sul satellite è nulla. ○ la velocità del satellite è direttamente proporzionale al raggio dell'orbita. 			
5 .	. Se r_A e r_P sono le distanze di un pianeta dal Sole quando si trova rispettivamente all'afelio al perielio, allora il semiasse maggiore dell'orbita risulta			
	$\bigcirc \frac{r_A + r_P}{2}$ $\bigcirc \frac{r_A - r_P}{2}$ $\bigcirc \frac{r_A}{2}$ $\bigcirc \sqrt{r_A \cdot r_P}$ \bigcirc Nessuna delle precedenti			
6.	6. Qual è l'unità di misura della $costante\ di\ gravitazione\ universale\ G$ nel Sistema Internazionale			
	\bigcirc N m² kg² $ \bigcirc$ N^-² m kg² $ \bigcirc$ N m² kg² $ \bigcirc$ N m² kg² $ \bigcirc$ N m² kg² $ \bigcirc$ N² m² kg			
7.	7. Quale delle seguenti proprietà caratterizza un satellite geostazionario?			
	 ○ Ha un periodo di rivoluzione pari a quello di rotazione terrestre ○ Ha la stessa velocità dei punti all'equatore ○ Ha un raggio orbitale uguale al raggio terrestre ○ Si muove lungo un'orbita che interseca l'asse di rotazione della Terra ○ Si muove lungo un'orbita di eccentricità e = 1 			
8.	8. Due pianeti A e B orbitano intorno a una stella comune lungo circonferenze. Se il rapporto tra i periodi di rivoluzione è $T_A/T_B=2$, quanto vale il rapporto tra i raggi orbitali r_A/r_B ?			
	$\bigcirc \sqrt[3]{4} \qquad \bigcirc \frac{1}{\sqrt{2}} \qquad \bigcirc \frac{1}{\sqrt[3]{2}} \qquad \bigcirc 2\sqrt{2} \qquad \bigcirc 4$			
9.	9. La velocità di un pianeta del Sistema Solare nel suo moto di rivoluzione			
	 è direttamente proporzionale alla distanza dal Sole. rimane costante lungo l'intera orbita. è massima al perielio. è massima all'afelio. Nessuna delle precedenti 			

10.	Attraverso la $terza$ $legge$ di $Keplero$ è possibile calcolare la massa M di una stella conoscendo il periodo di rivoluzione T e il raggio orbitale R di un qualsiasi pianeta in orbita. Infatti, possiamo ricavare che $M=$					
	$\bigcirc \frac{4\pi^2}{G} \cdot \frac{R^3}{T^2} \qquad \bigcirc \frac{1}{4\pi^2 G} \cdot \frac{R^2}{T^3} \qquad \bigcirc \sqrt[3]{\frac{G \cdot T}{4\pi^2 R^2}} \qquad \bigcirc \frac{G}{4\pi^2} \cdot \sqrt[3]{\frac{R}{T}} \qquad \bigcirc 4\pi^2 G \cdot \frac{R^3}{T^2}$					
11.	1. Un satellite orbita intorno alla Terra. Quale delle seguenti affermazioni è in generale falsa					
	○ L'energia meccanica del sistema è negativa					
	O La velocità areolare del satellite è costante					
	\bigcirc Il momento angolare del satellite rispetto alla Terra si conserva					
	O L'energia potenziale gravitazionale si conserva					
	O La Terra si trova in un fuoco dell'orbita					
12 .	${\bf 2}.$ La velocità di fuga da un pianeta di massa M e raggio R non cambia se					
$\bigcirc M$ e R raddoppiano entrambi.						
	$\bigcirc \ M$ raddoppia e R diventa la metà.					
	$\bigcirc\ M$ diventa la metà e R raddoppia.					
	$\bigcirc\ M$ quadruplica e R raddoppia.					
	$\bigcirc\ M$ raddoppia e R quadruplica.					
13. Se l'energia meccanica E di un satellite rispetto alla Terra è zero, allora						
	il satellite precipita sulla superficie terrestre.					
	il satellite è geostazionario.					
	○ l'orbita del satellite è un arco di parabola.					
	\bigcirc il moto del satellite è rettilineo uniforme.					
	○ l'orbita del satellite è un arco di iperbole.					
14.	L'accelerazione di gravità a 40 000 m dalla superficie terrestre risulta $g = $					
15 .	Per sfuggire all'attrazione gravitazionale di Giove, un corpo in prossimità della superficie dovrebbe avere una velocità $v \geq$					
16 .	Per trasformarsi in un buco nero Saturno dovrebbe avere un raggio $r \leq $					

Dati relativi ad alcuni pianeti del Sistema Solare

Pianeta	Massa (kg)	Raggio (m)
Terra	$5,97 \cdot 10^{24}$	$6,37 \cdot 10^{6}$
Giove	$1,90 \cdot 10^{27}$	$7{,}15\cdot10^7$
Saturno	$5,69 \cdot 10^{26}$	$6,03\cdot 10^7$

Velocità della luce nel vuoto

$$c=3\cdot 10^8~\mathrm{m/s}$$