



PHYSIQUE NIVEAU SUPÉRIEUR ÉPREUVE 3

Jeudi 3 mai 2007 (matin)

1 heure 15 minutes

Numéro de session du candida	at
------------------------------	----

0 0

INSTRUCTIONS DESTINÉES AUX CANDIDATS

- Écrivez votre numéro de session dans les cases ci-dessus.
- N'ouvrez pas cette épreuve avant d'y être autorisé(e).
- Répondez à toutes les questions de deux des options dans les espaces prévus à cet effet.
- À la fin de l'examen, veuillez indiquer les lettres des options auxquelles vous avez répondu dans la case prévue à cet effet sur la page de couverture.

Option D — Physique Biomédicale

υ1.		men A a une masse de 20 kg et un chien B a une masse de 33 kg.	
	Déte	erminez le rapport	
		taux de perte d'energie par unité de masse pour le chien A	[4]
		taux de perte d'energie par unité de masse pour le chien B	L'J
D2.	Cett	e question porte sur l'audition.	
	(a)	Exprimez la gamme de fréquences audibles pour une oreille humaine adulte normale.	[1]
	(b)	Résumez le rôle de l'oreille moyenne dans la détection des sons.	[1]
	(c)	Les structures à l'intérieur de la cochlée ont des longueurs et une rigidité différentes. Résumez comment ces structures permettent à différentes fréquences présentes dans une onde sonore d'être distinguées.	[2]
	(d)	Expliquez comment la discrimination des mots peut être affectée par des modifications du fonctionnement de la cochlée.	[3]
		(Suite de la question à la page suivo	ante)



(Suite de la question D2)

(e) Une personne ayant une audition défectueuse peut entendre des sons minimum de 6,0×10 ⁻⁹ W m ⁻² à 3,0 kHz.		personne ayant une audition défectueuse peut entendre des sons d'une intensité mum de $6.0 \times 10^{-9} \mathrm{W m^{-2}}$ à $3.0 \mathrm{kHz}$.		
		Déte	erminez la perte d'audition en dB de cette personne à cette fréquence.	[2]
D3.	Cett	e ques	tion porte sur l'absorption des rayons X dans les tissus humains.	
	(a)		rimez deux mécanismes responsables de l'atténuation des rayons X dans le humain.	[2]
		1.		
		2.		
	(b)	(i)	Résumez le principe de l'imagerie tomographique assistée par ordinateur (CT).	[3]
		(ii)	Décrivez en quoi une image photographique radiologique standard diffère d'une image tomographique assistée par ordinateur.	[2]



D4. Cette question porte sur le taux mé	étabolique	٠.
--	------------	----

L'énergie dans une tranche de pain suffit à fournir l'énergie potentielle gravitationnelle pour permettre à une personne de gravir une montagne.

Discutez pourquoi les besoins en énergie de cette personne sont plus grands que ceux fournis par le pain.						



D5. Cette question porte sur les isotopes radioactifs utilisés en médecine.

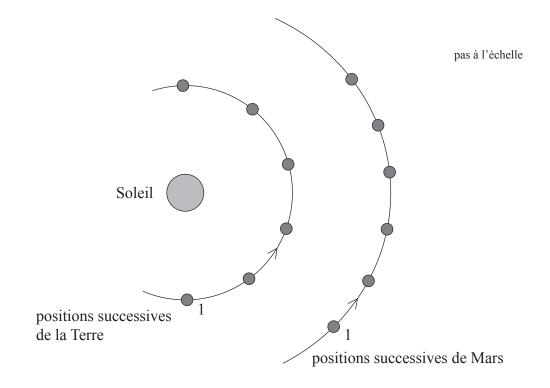
On peut utiliser l'iode-131 dans le diagnostic médical pour identifier les sites de saignement à l'intérieur du corps.

(a)		a demi-vie physique.	[3]
(b)	La d	emi-vie physique de l'iode-131 est 8j et sa demi-vie biologique est 75j.	
	(i)	Calculez la demi-vie effective de l'iode-131.	[1]
	(ii)	Suggérez pourquoi la demi-vie biologique devrait être beaucoup plus longue que la demi-vie physique.	[2]



Option E — Histoire et Développement de la Physique

- **E1.** Cette question porte sur le mouvement planétaire.
 - (a) Le schéma ci-dessous montre les positions successives de la Terre et de Mars sur leurs orbites autour du Soleil. Ces positions sont représentées à des intervalles de temps égaux, en commençant au moment où la Terre et Mars sont dans la position 1.



(i)	Exprimez ce qu'on entend par mouvement rétrograde.	[1]
(ii)	Utilisez le schéma pour expliquer le mouvement rétrograde.	[2]



(Suite de la question E1)

	(b)	(b) Sug		Suggérez pourquoi, à partir de la Terre,		
		(i)	seulement un côté de la Lune est visible.	[3]		
		(ii)	la Lune se lève chaque jour dans une position différente pendant un mois lunaire.	[2]		
E2.	On	dit qu	tion porte sur la loi de la gravitation de Newton. e Newton a développé sa loi de la gravitation après avoir observé une pomme un arbre.			
	(a)	Expl	liquez pourquoi on dit que cette loi est <i>universelle</i> .	[1]		
	(b)		rivez comment la loi de la gravitation de Newton a contribué à l'acceptation des de Kepler sur le mouvement planétaire.	[2]		

E3.	Cette question porte sur l'expérience de Thomson pour mesurer le rapport entre la charge et la masse d'un électron.	
	Dans son expérience pour mesurer le rapport charge-masse de l'électron, Thomson avait besoin de connaître la vitesse des électrons tandis qu'ils traversaient un champ électrique.	
	Résumez comment cette vitesse fut mesurée.	[4]



24.	Cette	Cette question porte sur les modèles de l'atome nucléaire.				
	Tho	Thomson et Rutherford suggérèrent tous les deux des modèles de l'atome.				
	(a)	Comparez les modèles atomiques de Thomson et de Rutherford.	[3]			
	(b)	L'existence du neutron fut suggérée dans la première partie du vingtième siècle. Suggérez pourquoi le neutron ne fut pas détecté avant 1932.	[2]			

E5.	Cette question porte sur la théorie de Bohr de l'atome d'hydrogène.					
	(a)	Exprimez un	succès et une limitation du modèle de Bohr de l'atome d'hydrogène.	[2]		
		Succès:				
		Limitation:				
	(b)	Déterminez 1 est 1,1×10 ⁷ n	'énergie d'ionisation de l'hydrogène atomique. La constante de Rydberg n ⁻¹ .	[4]		



(Suite de la question E5)

(c)	Résumez comment les idées de Louis de Broglie ont permis à Schrödinger de formuler un autre modèle possible de l'atome d'hydrogène qui permettait à des orbites stables d'exister sans contredire la théorie électromagnétique. Dans votre réponse, vous devriez distinguer soigneusement les idées de Louis de Broglie et celles de Schrödinger.	[4]

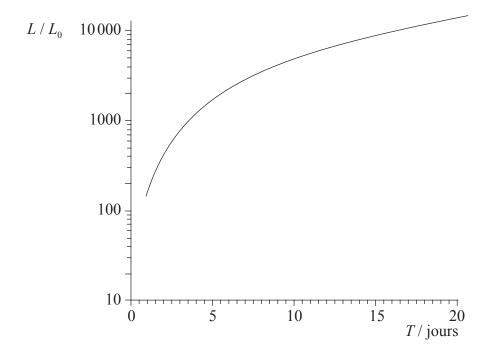
Option F — Astrophysique

F1.	Cett	e ques	tion porte sur l'éclat des étoiles.			
	(a) (i) Définissez le terme luminosité d'une étoile.					
		(ii)	Exprimez un facteur qui détermine la luminosité d'une étoile.	[1]		



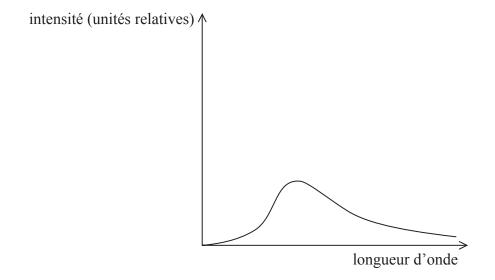
(Suite de la question F1)

(b) Le graphique ci-dessous montre la variation de la luminosité L des étoiles variables céphéides en fonction de la période T, en considérant que la luminosité du Soleil est L_0 .



(i)	Résumez pourquoi la luminosité d'une étoile céphéide varie périodiquement.	[2]
(ii)	L'étoile variable céphéide A a une période de 3,5 j ; l'étoile variable céphéide B a une période de 16,5 j. L'étoile A est à une distance $1,6\times10^{21}\text{m}$ de la Terre et, vue de la Terre, elle a un éclat apparent de $1,2\times10^{-14}\text{W}\text{m}^{-2}$. L'éclat apparent de l'étoile B, vue de la Terre, est $5,3\times10^{-16}\text{W}\text{m}^{-2}$.	
	Déterminez la distance entre l'étoile B et la Terre.	[4]

- **F2.** Cette question porte sur la cosmologie.
 - (a) Le diagramme ci-dessous montre le spectre du rayonnement émis par un corps noir.

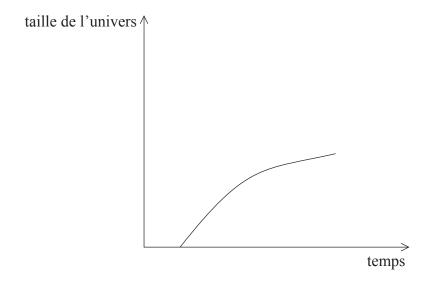


(i)	Sur le diagramme ci-dessus, esquissez le spectre du rayonnement émis par ce corps noir à une température plus élevée.	[2]
(ii)	Exprimez ce qu'on entend par rayonnement cosmologique fossile.	[2]
(iii)	Expliquez comment la connaissance du spectre d'un corps noir et l'existence du rayonnement cosmologique fossile sont compatibles avec le modèle du "Big Bang" de l'univers.	[3]



(Suite de la question F2)

(b) Le diagramme ci-dessous montre une suggestion pour la variation de la taille de l'univers en fonction du temps. Cette suggestion est appelée l'univers "plat".



(i) Sur le diagramme ci-dessus, dessinez une ligne pour représenter un univers "ouvert" (désignez cette ligne par O) et une ligne pour représenter un univers "fermé" (désignez cette par ligne F).

(désignez cette par ligne F). [3]

(ii) Exprimez et expliquez la condition, en termes de densité critique de la matière dans l'univers, pour que l'univers soit fermé. [2]

F3.	Cette	question	porte	sur	les	galaxie	S.
-----	-------	----------	-------	-----	-----	---------	----

(a)	Distinguez entre une galaxie et un superamas galactique.	[3]
	Galaxie:	
	Superamas galactique :	
(b)	Une galaxie est à 190 Mpc du Soleil et elle s'éloigne à une vitesse de $1.3 \times 10^7 \mathrm{ms^{-1}}$.	
	Utilisez ces données pour déterminer une valeur pour l'âge de l'univers.	[3]



F4.	Cett	e question porte sur l'évolution des étoiles.									
	(a)	Décrivez la limite de Chandrasekhar.	[1]								
	(b)	Une étoile de la séquence principale a une masse de vingt masses solaires.									
		Résumez, en référence à la limite de Chandrasekhar, l'évolution de cette étoile après qu'elle ait quitté la séquence principale.	[3]								

Option G — Relativité

- **G1.** Cette question porte sur la dilatation du temps.
 - (a) Définissez les termes suivants.

(i)	Longueur propre									
(ii)	Temps propre	[1]								



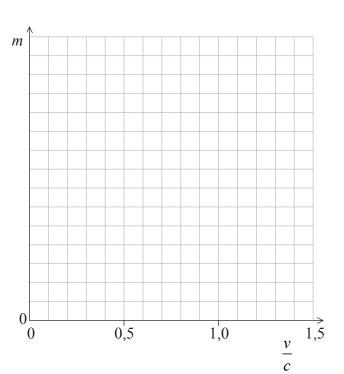
(b) Un muon est créé dans l'atmosphère de la Terre par un rayon cosmique heurtant un atome

(Suite de la question G1)

Calc	culez,	
(i)	la distance de référence	parcourue par le muon telle que mesurée dans son système.
(ii)	pour un obse avant de se c	rvateur sur la Terre, la durée de vie du muon et la distance qu'il parcour lésintégrer.
	Durée de vie	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·
	Distance:	
Util	isez vos répon	ses à la partie (b) pour expliquer la dilatation du temps.

[3]

- **G2.** Cette question porte sur l'augmentation de masse relativiste.
 - (a) Des électrons sont accélérés depuis l'état de repos au moyen d'une différence de potentiel. Sur les axes ci-dessous, dessinez un graphique esquissé pour montrer comment la masse m d'un électron varie en fonction de sa vitesse, $\frac{v}{c}$. (Remarque : aucune valeur numérique n'est demandée.)



(b) Un électron est accéléré au moyen d'une différence de potentiel de $2,0\,MV$. La masse au repos de cet électron est de $0,50\,MeV\,c^{-2}$.

Déterminez, pour l'électron accéléré,

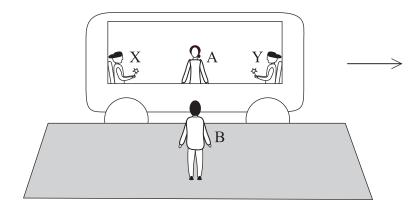
- (i) la masse finale en MeV c⁻². [1]
- (ii) la vitesse finale en termes de *c* après l'accélération. [3]

.....

G3. Cette question porte sur la simultanéité.

Deux personnes, X et Y, se trouvent en face l'une de l'autre aux extrémités opposées d'une voiture de chemin de fer. La personne A se trouve aussi dans la voiture, à mi-chemin entre X et Y. La voiture se déplace en ligne droite avec une vitesse uniforme par rapport à la personne B qui est debout à côté de la voie de chemin de fer.

Lorsque la personne A est en face de la personne B, les deux personnes X et Y allument chacune une lumière. La personne A voit ces lumières en même temps, c'est-à-dire simultanément.



simultané	-	perso	JIIIIE	D	uecii	Ia	I all	lumag	e des	TUITIT	eres	Comme	Se	produisan	[4]
	 									• • • • •	·				

G4.	Cett	e ques	tion porte sur les trous noirs.	
	(a)	(i)	En référence à l'espace-temps, décrivez la nature d'un trou noir.	[2]
		(ii)	En référence à votre réponse à la partie (a), définissez le rayon de Schwarzchild.	[1]
		(iii)	Une étoile a une masse de 4.0×10^{31} kg. Elle évolue en un trou noir.	
			Calculez le rayon de Schwarzchild de ce trou noir, en exprimant toute supposition que vous faites.	[2]

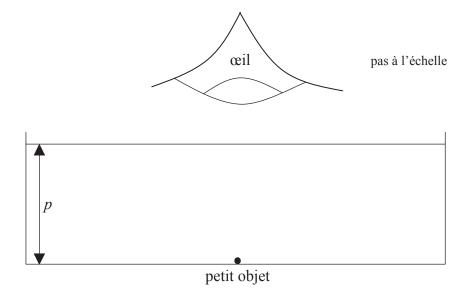


(Suite de la question G4)

(b) Un vaisseau spatial s'approche du trou noir mentionné en (a)(iii). S'il devait co se déplacer en ligne droite, il passerait à moins de 10 ⁶ m de ce trou noir.										
	(i)	Suggérez quel effet le trou noir aurait sur le mouvement du vaisseau spatial.	[1]							
	(ii)	Expliquez l'attraction gravitationnelle en termes de déformation de l'espace-temps par la matière.	[4]							

Option H — Optique

- **H1.** Cette question porte sur l'indice de réfraction.
 - Un petit objet repose au fond d'une piscine d'une profondeur p. Vu depuis une position (a) située juste au-dessus de lui, cet objet semble être à 5,0 m en dessous du niveau de la surface de l'eau.



- (i) Sur le schéma ci-dessus, dessinez des rayons pour positionner l'image de l'objet tel qu'il est vu du dessus. [2]
- L'indice de réfraction de l'eau = 1,3. (ii)

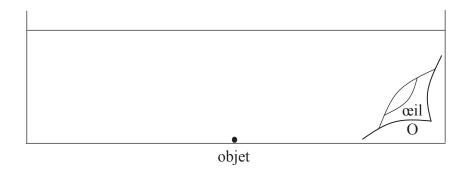
Déterminez la profondeur p de la piscine.

Déterminez la profondeur p de la piscine.			
	•		



(Suite de la question H1)

(b) Un plongeur voit la surface de l'eau depuis le point O comme indiqué sur le schéma ci-dessous.



pas à l'échelle

(i) Sur le schéma ci-dessus, dessinez **deux** rayons pour positionner l'image de l'objet tel qu'il est vu par le plongeur en O. [3]

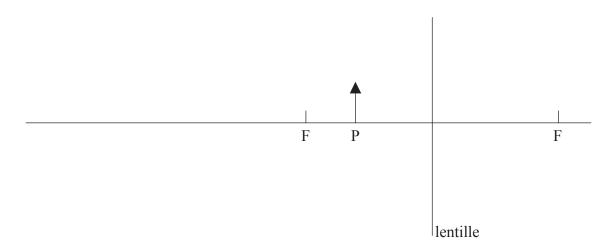
(ii) Expliquez pourquoi la surface de l'eau a besoin de ne pas être perturbée pour que l'image soit vue. [1]

.....

[3]

H2. Cette question porte sur la formation d'image par une lentille convergente.

Un objet P est placé à proximité d'une lentille convergente, comme illustré sur le schéma ci-dessous. Les foyers principaux F de cette lentille sont indiqués.



- (a) Sur le schéma ci-dessus, dessinez des rayons pour positionner l'image formée par la lentille. Désignez cette image par la lettre I.
- (b) Le punctum proximum de l'œil d'un observateur est à 25,0 cm de l'œil. La lentille représentée sur le schéma est positionnée à 4,0 cm de la lentille de l'œil de l'observateur, de façon à former une image de l'objet P au punctum proximum. La distance focale de la lentille est de 8,0 cm.

(i)	Définissez le terme punctum proximum.	[1]
(ii)	Déterminez la distance entre l'objet et la lentille.	[3]



(Suite de la question H2)

(c)	(c)	(1)	sphérique.	ites a une aberration chromatique et a une aberration	
			Décrivez et expliquez ab	perration chromatique et aberration sphérique.	[4]
			Aberration chromatique	:	
			Aberration sphérique :		
	(ii)	Suggérez comment les e	ffets de l'aberration sphérique peuvent être réduits.	[1]	

H3. Cette question porte sur la diffraction et la résolution.

Une lumière bleue d'une longueur d'onde de 450 nm provenant d'une étoile passe à travers un télescope ayant une ouverture circulaire de 0,25 m et elle forme une image sur une plaque photographique à 0,75 m de la lentille de focalisation.

(a)	(i)	Dans l'espace prévu ci-dessous, dessinez un schéma légendé pour montrer les	
		franges d'interférence produites sur la plaque photographique.	[2]

(ii)	Calculez le diamètre du maximum central sur la plaque photographique.				



(Suite de la question H3)

(b)	Le to	élescope mentionné dans la partie (a) est alors pointé sur deux étoiles.	
		éparation maximum de ces étoiles est d et elles sont toutes les deux à $1,5 \times 10^{17}$ m élescope.	
	(i)	Déterminez la séparation d de ces étoiles pour que les images de ces étoiles soient juste résolues par une lumière d'une longueur d'onde de $450 \mathrm{nm}$.	[3]
	(ii)	Au cours d'une période de temps, la séparation de ces étoiles varie de $\frac{d}{2}$ à 2d.	
		Décrivez et expliquez les changements de l'image produite par le télescope pendant ce temps. Vous devriez inclure des schémas pour illustrer votre réponse.	[3]

