

© International Baccalaureate Organization 2023

All rights reserved. No part of this product may be reproduced in any form or by any electronic or mechanical means, including information storage and retrieval systems, without the prior written permission from the IB. Additionally, the license tied with this product prohibits use of any selected files or extracts from this product. Use by third parties, including but not limited to publishers, private teachers, tutoring or study services, preparatory schools, vendors operating curriculum mapping services or teacher resource digital platforms and app developers, whether fee-covered or not, is prohibited and is a criminal offense.

More information on how to request written permission in the form of a license can be obtained from https://ibo.org/become-an-ib-school/ib-publishing/licensing/applying-for-a-license/.

© Organisation du Baccalauréat International 2023

Tous droits réservés. Aucune partie de ce produit ne peut être reproduite sous quelque forme ni par quelque moyen que ce soit, électronique ou mécanique, y compris des systèmes de stockage et de récupération d'informations, sans l'autorisation écrite préalable de l'IB. De plus, la licence associée à ce produit interdit toute utilisation de tout fichier ou extrait sélectionné dans ce produit. L'utilisation par des tiers, y compris, sans toutefois s'y limiter, des éditeurs, des professeurs particuliers, des services de tutorat ou d'aide aux études, des établissements de préparation à l'enseignement supérieur, des fournisseurs de services de planification des programmes d'études, des gestionnaires de plateformes pédagogiques en ligne, et des développeurs d'applications, moyennant paiement ou non, est interdite et constitue une infraction pénale.

Pour plus d'informations sur la procédure à suivre pour obtenir une autorisation écrite sous la forme d'une licence, rendez-vous à l'adresse https://ibo.org/become-an-ib-school/ib-publishing/licensing/applying-for-a-license/.

© Organización del Bachillerato Internacional, 2023

Todos los derechos reservados. No se podrá reproducir ninguna parte de este producto de ninguna forma ni por ningún medio electrónico o mecánico, incluidos los sistemas de almacenamiento y recuperación de información, sin la previa autorización por escrito del IB. Además, la licencia vinculada a este producto prohíbe el uso de todo archivo o fragmento seleccionado de este producto. El uso por parte de terceros —lo que incluye, a título enunciativo, editoriales, profesores particulares, servicios de apoyo académico o ayuda para el estudio, colegios preparatorios, desarrolladores de aplicaciones y entidades que presten servicios de planificación curricular u ofrezcan recursos para docentes mediante plataformas digitales—, ya sea incluido en tasas o no, está prohibido y constituye un delito.

En este enlace encontrará más información sobre cómo solicitar una autorización por escrito en forma de licencia: https://ibo.org/become-an-ib-school/ib-publishing/licensing/applying-for-a-license/.





Physique Niveau supérieur Épreuve 3

2 mai 2023

Zone A après-midi | Zone B matin | Zone C matin

Nur	mérc	de	ses	sion	du c	and	dat	

1 heure 15 minutes

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).
- Rédigez vos réponses dans les cases prévues à cet effet.
- Une calculatrice est nécessaire pour cette épreuve.
- Un exemplaire non annoté du **recueil de données de physique** est nécessaire pour cette épreuve.
- Le nombre maximum de points pour cette épreuve d'examen est de [45 points].

Section A	Questions
Répondez à toutes les questions.	1 – 2

Section B	Questions
Répondez à toutes les questions d'une des options.	
Option A — Relativité	3 – 7
Option B — Physique de l'ingénieur	8 – 11
Option C — Imagerie	12 – 15
Option D — Astrophysique	16 – 20





-2-

après

Section A

Répondez à toutes les questions. Rédigez vos réponses dans les cases prévues à cet effet.

1. Un élève étudie le rapport entre la pression dans une balle et la force maximum que cette balle produit lorsqu'elle rebondit.

Un manomètre mesure une différence Δp entre la pression atmosphérique et la pression dans la balle. Un capteur de force mesure la force maximum F_{\max} exercée sur lui par la balle pendant le rebondissement.

mesure de la pression manométrique

mesure de la force maximum

manomètre

balle

capteur de force

(a)	Exprimez une variable qui a besoin d'être commandée pendant cette recherche.	1]
	• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	

avant

(Suite de la question à la page suivante)



(Suite de la question 1)

L'élève recueille les données suivantes.

Pression manométrique ∆p / kPa	Force maximum F _{max} / N
10	108
20	133
30	158
40	170
50	188
60	192
70	206
80	220

L'élève émet initialement l'hypothèse que F_{\max} est proportionnelle à Δp .

(D)		qu									•							•		•	110	55	u	aı	5	ie	lc	וטו	ie.	au		,I-	ue	;5;	Su	15,			[3]
			 -				 								 																						-		
	-														 				٠				٠										٠		٠		-		
		-				 •		•		•			 ٠	 •	 		•		•				•						•		•						-		

(Suite de la question à la page suivante)

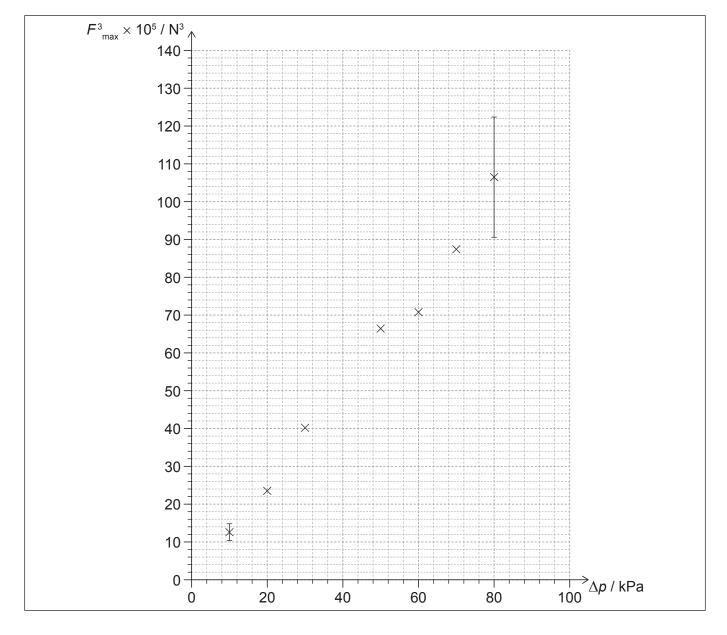


Tournez la page

(Suite de la question 1)

L'élève propose alors que $F_{\rm max}^3 = k\Delta p$.

L'élève trace alors sur un graphique la variation de $F_{\rm max}^3$ en fonction de Δp .



(c) (i) Exprimez l'unité pour	k.
---	----

[1]

.....

(ii) Tracez sur le graphique la position du point manquant pour la valeur Δp de 40 kPa. [1]

(Suite de la question à la page suivante)



(Suite de la question 1)

Le pourcentage d'incertitude dans $F_{\rm max}$ est $\pm 5\,\%$. Les barres d'erreur $F_{\rm max}^3$ lorsque $\Delta p=10\,{\rm kPa}$ et $\Delta p=80\,{\rm kPa}$ sont montrées.

(d)	(i)	Calculez l'incertitude absolue dans F_{max}^3 lorsque $\Delta p = 30 \text{kPa}$. Exprimez un
		nombre approprié de chiffres significatifs dans votre réponse.

[3]

•	 •	•	 •	•	•	•	 •	•	 •	•	•	 •	•	 •	•		•	•	•	•	 •	•	 •	 •	•	• •	•	 •	•	 •	 	•	 	•	•	٠.	•	•	
															-									 				 -			 		 						
															-									 							 		 						

(ii)	Tracez l'incertitude absolue déterminée dans la question (d)(i) comme une barre
	d'erreur sur le graphique.

((iii) Ex	plic	uez	pourc	luoi	la	nouvelle	hyp	othèse	est	soutenu	e.

[1]



-6-

2.

2.	2. Un élève exécute une expérience pour déterminer la chaleur Ce cube est chauffé dans un bécher d'eau bouillante jusqu'à il est vite transféré dans un récipient isolé d'une capacité thei contient de l'eau à 20 °C de une chaleur massique connue.	une température de 100 °C puis	
	(a) Exprimez une autre mesure que l'élève devra prendre.		[1]
	(b) Suggérez une modification que l'élève peut faire pour re le changement de température du cube en métal.	éduire l'incertitude relative pour	[1]
	(c) De l'eau venant du bécher est transférée accidentellem	ent avec le cube.	
	Discutez comment cela affectera la valeur de la chaleur	massique calculée du cube.	[2]
			I

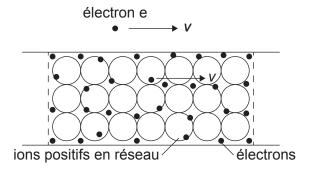


Section B

Répondez à **toutes** les questions d'**une** des options. Rédigez vos réponses dans les cases prévues à cet effet.

Option A — Relativité

3. Un fil transporte un courant électrique. Un électron mobile e se déplace avec la vitesse de dérive *v* des électrons dans le fil. L'observateur O est au repos par rapport au fil.



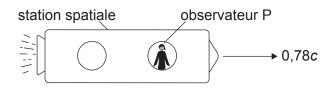
(a)	Exprimez de qu'on entend par système de reference.	נין
(b)	Exprimez et expliquez la nature de la force électromagnétique agissant sur un électron e dans le système de référence de	
	(i) l'observateur O.	[2]
	(ii) l'électron e.	[2]

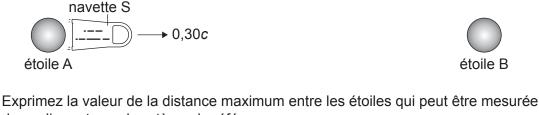


(Suite de l'option A)

(a)

4. Une étoile A et une étoile B sont séparées par une distance fixe de 4,8 années-lumière telle que mesurée dans le système de référence dans lequel elles sont immobiles. Un observateur P au repos dans une station spatiale se déplace vers la droite avec une vitesse de 0,78c par rapport aux étoiles. Une navette S se déplace de l'étoile A vers l'étoile B à une vitesse de 0,30c par rapport aux étoiles.





dans n'impo	rte quel système de référence.	[1]
		•

(b))	cri ela						la	na	av	et	te	S	р	aı	r r	ар	p	or	t à	ı l'	ok	os	er	va	te	ur	P	е	nι	uti	lis	an	nt	la				[1]
• •		 	 	٠.	 	 	•	• •	•			•	•	•	•	•		•		•	•	•		•	•	•	•		•		•				•	 •	•	 		

(c)		Ca	alc	ule	zΙ	a c	dist	tar	ice	ее	ntı	re	ľé	eto	ile	A	e	t l'e	éto	oile	В	р	ar	ra	pp	or	t à	ľc	bs	er	va	teı	ır F	ο.					[2]
• •					• •	•	• •	• •	• •	• •	• •	•		• •	•		• •	• •	•	•	• •	• •	• •	• •	•	•	• •	• •	• •	• •	•	•	• •	• •	•	•	•	 •	
• •									٠.	٠.	٠.	-		٠.				٠.		•			٠.	٠.	-	•								٠.				 •	
	٠.	٠.								٠.	٠.	-		٠.				٠.	٠.				٠.	٠.										٠.	٠.				



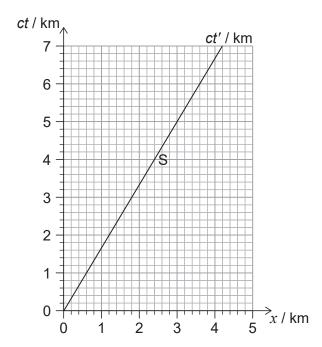
tion A	, suite de la question 4)	
(d)	Montrez que la vitesse de la navette S par rapport à l'observateur P est environ 0,6c.	
(e)	Calculez le temps, selon l'observateur P, que prend la navette S pour se déplacer de l'étoile A jusqu'à l'étoile B.	
(f)	Identifiez et expliquez le système de référence dans lequel le temps propre pour que la navette S se déplace de l'étoile A jusqu'à l'étoile B peut être mesuré.	



[2]

(Suite de l'option A)

5. Le diagramme d'espace-temps montre le système de référence de la Terre avec la ligne d'univers d'un vaisseau spatial S s'écartant de la Terre. ct' = 0 lorsque ct = 0.



(a) Déterminez la vitesse du vaisseau spatial par rapport à la Terre. [1]

.....

Un éclair de lumière envoyé par un observateur sur la Terre à $ct = 2,0\,\mathrm{km}$ est dirigé vers le vaisseau spatial.

(b) Estimez, en utilisant le diagramme espace-temps, le temps en secondes lorsque l'éclair de lumière atteint le vaisseau spatial selon l'observateur sur la Terre.



(Option A, suite de la question 5)

(C)	De sp																											er	e	2	at	te	91	n	le	,	Vá	aı	S	S	e	a	u		
																•						 																							
		-																				 																							
																			٠			 																							
														-								 																							
														-								 																							
																			٠			 																							

(L'option A continue sur la page 13)



- 12 - 2223-6521

Veuillez ne **pas** écrire sur cette page.

Les réponses rédigées sur cette page ne seront pas corrigées.



44FP12

(Suite de l'option A)

6. Dans le système de référence d'un laboratoire, un kaon se désintègre spontanément en un pion positif et un pion négatif qui se déplacent alors dans des directions opposées.

$$K^0 \rightarrow \pi^{\scriptscriptstyle +} + \pi^{\scriptscriptstyle -}$$

La masse au repos des deux pions est $140\,\mathrm{MeV}\,\mathrm{c}^{-2}$. Le π^+ a une quantité de mouvement d'une grandeur de $340\,\mathrm{MeV}\,\mathrm{c}^{-1}$ et le π^- a une quantité de mouvement d'une grandeur de $113\,\mathrm{MeV}\,\mathrm{c}^{-1}$.

(a)	Exprimez la grandeur de la quantité de mouvement du K ⁰ l'instant avant sa désintégration.	[1]
(b)	Montrez que l'énergie du $\pi^{\scriptscriptstyle +}$ est environ 370 MeV.	[1]
(c)	Calculez l'énergie au repos du K ^o .	[3]
(c)	Calculez l'énergie au repos du K ⁰ .	[3]
(c)	Calculez l'énergie au repos du K ⁰ .	[3]

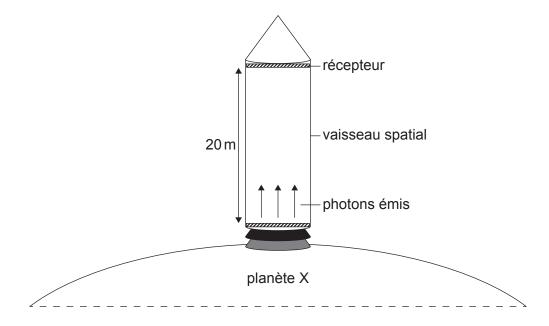


[1]

[2]

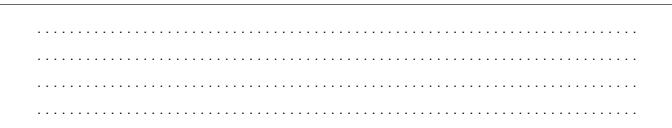
(Suite de l'option A)

7. Un vaisseau spatial est au repos sur la surface d'une planète X qui ne tourne pas. Ce vaisseau spatial contient une chambre d'une hauteur de $20\,\text{m}$. Des photons sont émis avec une fréquence de $3.2\times10^{10}\,\text{Hz}$ et ils se déplacent depuis le sol de la chambre jusqu'au plafond de la chambre. Un récepteur sur le plafond détecte la fréquence des photons.



(a)	Expliquez pourquoi la fréquence des photons détectés au plafond est plus basse que
	la fréquence de ceux émis depuis le sol.

(b)	Le changement de fréquence détecté au plafond par rapport à celle au sol a été
	mesuré comme étant 1,2 × 10 ⁻⁴ Hz. Déduisez l'intensité du champ gravitationnel de la
	planète X.





(Option A, suite de la question 7)

(C)	principe d'équivalence, pourquoi la grandeur du changement de fréquence observé dans les photons émis du sol au plafond du vaisseau spatial augmentera pendant son lancement.	[2]

Fin de l'option A

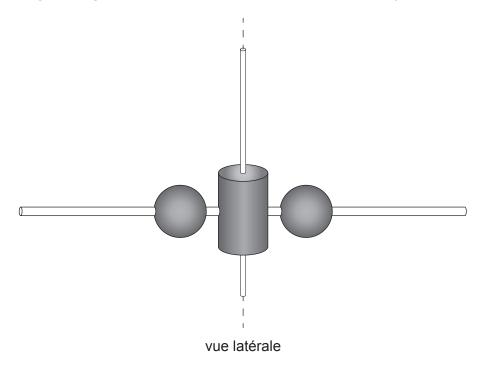


- 16 - 2223-6521

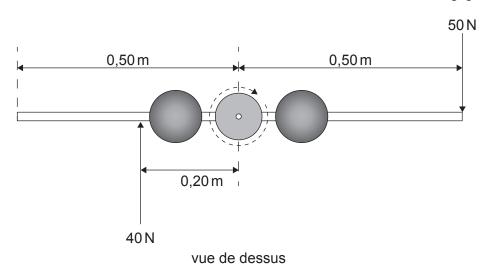
Option B — Physique de l'ingénieur

8. Un élève fabrique un modèle d'une danseuse qui tourne en utilisant un système qui consiste en un cylindre vertical, une tige horizontale et deux sphères.

Le cylindre tourne depuis l'état de repos autour de l'axe vertical central. Une tige passe à travers le cylindre avec une sphère de chaque côté du cylindre. Chaque sphère peut se déplacer le long de la tige. Initialement, les sphères sont proches du cylindre.



Une force horizontale de 50 N est appliquée perpendiculairement à la tige à une distance de 0,50 m de l'axe central. Une autre force horizontale de 40 N est appliquée dans la direction opposée à une distance de 0,20 m de l'axe central. La résistance de l'air est négligeable.





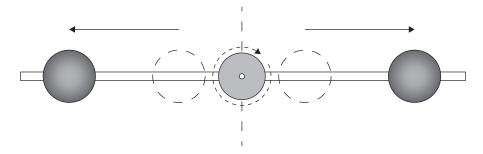
ption B	s, suite de la question 8)
(a)	Montrez que le couple net sur le système autour de l'axe central est environ 30 Nm.
(b)	Le système tourne depuis l'état de repos et atteint une vitesse angulaire maximum de 20 rad s ⁻¹ dans un temps de 5,0 s. Calculez l'accélération angulaire de ce système.
(c)	Déterminez le moment d'inertie du système autour de l'axe central.



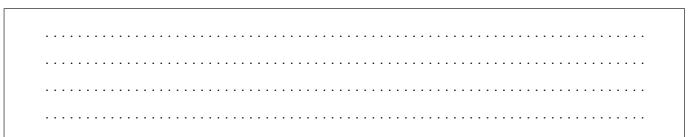
[2]

(Option B, suite de la question 8)

(d) Lorsque le système a atteint sa vitesse angulaire maximum, les deux forces sont enlevées. Les sphères se déplacent alors vers l'extérieur, s'écartant de l'axe central.



(i)	Résumez pourquoi la vitesse angulaire ω diminue lorsque les sphères se
	déplacent vers l'extérieur.



	(ii)	M dı	ont u sy	rez ⁄stè	z qu ème	e.	ľéi	ner	rgi	e (cin	ét	iq	ue	d:	e r	ot	ati	on	es	st	$\frac{1}{2}I$	_ω	, <i>L</i>	ét	an	t le	n	nor	ne	ent	ci	né	tiq	ue	[1]	
																٠.																						

(iii) Lorsque les sphères se déplacent vers l'extérieur, la vitesse angulaire diminue de 20 rad s⁻¹ à 12 rad s⁻¹. Calculez le changement en pourcentage dans l'énergie cinétique de rotation qui se produit lorsque les sphères se déplacent vers l'extérieur. [2]

	•	•	•	•			•	 		•	•			•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	 	 •	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	
					-	 		 				 	 																							-		 																										
					-	 		 					 																									 																									-	



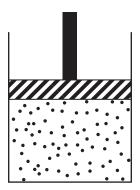
(e)	Résumez une raison pour laquelle ce modèle d'une danseuse est irréaliste.	[1]



Tournez la page

(Suite de l'option B)

9. Un piston sans frottement emprisonne une masse fixe d'un gaz parfait. Ce gaz subit trois transformations thermodynamiques dans un cycle.

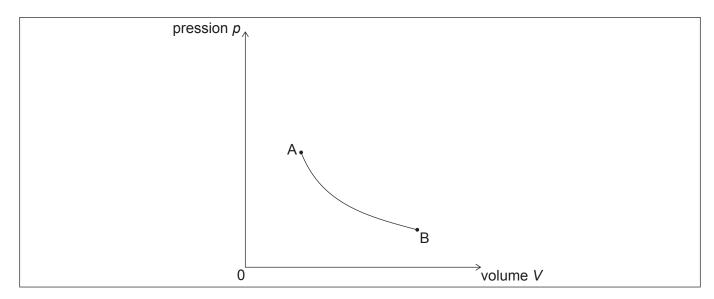


Les conditions initiales de ce gaz en A sont :

$$volume = 0,330 \, m^3$$

$$pression = 129 \, kPa$$

$$temp\'erature = 27,0 \, ^{\circ}C$$



La transformation AB est un changement isothermique, comme le montre le diagramme pression/volume (pV), dans lequel le gaz se dilate jusqu'à trois son volume initial.

(a	1)	Ca	alc	ul	le:	Ζĺ	a	p	re	S	Sic	or	1 (dι	1 (ga	aΖ	: ∈	n	E	3.																		[2]
•		 •		•		•			•		•	٠	-		٠	٠	•		•	٠	•	 ٠	 	•	 •	 	•	 •	 		 •	 •	 •	 ٠	 •	 •		 •	
									-		-		-						-			 ٠	 		 -	 			 					 ٠					
									-				-										 			 			 	-							-		



(Option B, suite de la question 9)

Le gaz subit alors une compression adiabatique BC jusqu'à ce qu'il retourne au volume initial. Pour compléter le cycle, le gaz retourne à A via la transformation isovolumétrique CA.

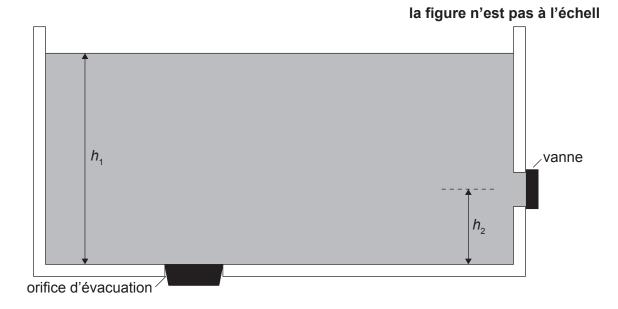
(b)	Représentez, sur le diagramme pV , les deux transformations restantes BC et CA que le gaz subit.	[2]
(c)	Montrez que la température du gaz en C est environ 350 °C.	[2]
(d)	Expliquez pourquoi le changement d'entropie pour le gaz pendant la transformation BC est égal à zéro.	[1]
(e)	Expliquez pourquoi le travail effectué par le gaz pendant la détente isothermique AB est moins que le travail effectué sur le gaz pendant la compression adiabatique BC.	[1]
(f)	La quantité de gaz emprisonné est 53,2 mol. Calculez l'énergie thermique enlevée du gaz pendant la transformation CA.	[2]



[3]

(Suite de l'option B)

Un grand réservoir est utilisé pour stocker de l'huile d'une densité de 850 kgm⁻³ et il est rempli jusqu'à une hauteur h_1 au-dessus du fond. Une vanne dans la paroi du réservoir permet à de l'huile de s'écouler. Le centre de cette vanne est à une hauteur h_2 par rapport au fond du réservoir. Un orifice d'évacuation circulaire se trouve au fond du réservoir.



L'orifice d'évacuation a un diamètre de 100 mm et un obturateur métallique d'une masse de 2,5 kg est utilisé pour obturer l'orifice d'évacuation.

((a)		D	é	te	er	'n	ni	n	е	Z		a	f	O	r	C	Э	n	ni	in	ıir	m	ΙL	ır	n	r	е	c	ηL	Jİ	S	е	ŗ	OC	ΣL	ır	. 6	SC	οι	ıl	e	V	e	r	ľ	ol	bt	u	ra	at	е	u	r	lc	or	S	qı	u	е	h	1	=	- 4	4,	0	n	n.						[3	3]
	•	•	-	•	•	٠	•	•	٠	•	•	٠	•				•						•	•	•	•	•	٠	•	٠				•		•			•	٠	•	•	•	•	•	•	•	•	•						•	•	•	•	٠	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•			
			-																																																																									
																					-																	-																																						



(Option B, suite de la question 10)

Avec l'obturateur métallique en place, on ouvre la vanne sur le côté du réservoir pour laisser s'écouler de l'huile.

En utilisant l'équation de Bernoulli, on peut montrer qu'on peut estimer la vitesse v de l'huile s'écoulant à travers la vanne comme $v = \sqrt{2g(h_1 - h_2)}$.

(b)	Exprimez deux suppositions qui ont été utilisées pour obtenir l'expression pour la
	vitesse v

[2]

(c) Estimez le rayon maximum de la vanne de manière à ce qu'un écoulement turbulent ne se produise pas. Les données suivantes sont fournies :

[2]

Viscosité de l'huile = 0,25 Pa s
$$h_1 = 4,0 \, \mathrm{m}$$

$$h_2 = 0,5 \, \mathrm{m}$$

	 ٠	 •	 	٠.	•	٠.	•	 	•		•	٠	 ٠	-	 •	 	٠	 	•	 •	 •	 	•	 •	 ٠	٠.	٠	٠.	•	 	٠	 •	٠.	•	٠.	٠	•	
			 					 		٠.						 		 				 								 					٠.			
			 		-			 								 		 			 -	 								 						-		

(L'option B continue sur la page 25)



Tournez la page

- 24 - 2223-6521

Veuillez ne **pas** écrire sur cette page.

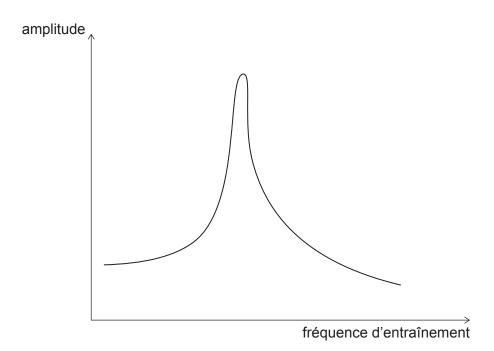
Les réponses rédigées sur cette page ne seront pas corrigées.



(Suite de l'option B)

(b)

11. Une masse vibrant sur un ressort vertical est entraînée par une force sinusoïdale. Le graphique ci-dessous montre la variation de l'amplitude de vibration en fonction de la fréquence d'entraînement pour la masse. L'amortissement appliqué initialement sur ce système vibrant a un facteur Q de 50.



(a)	Or ex		-	_																			•			e	f	а	C	t	е	u	r	G) :	S	oi 	t	d	ir	n	ir	1L	ıė	<u>خ</u> .	ŀ	Ξ.	ΧĮ	р	ri	m	ıe	92	Z	е	t	
			 						 	-																																															
			 						 	-			•																																												
	 •	 ٠	 	٠	•	•		٠	 		•	•		•	•		•			٠		•		٠							•	٠	•	•	٠	•	•		•	•	•	•		•	٠									•	•	•	

()	de 30. Calculez la fraction de l'énergie totale qui s'est dissipée après qu'un cycle est terminé. [1

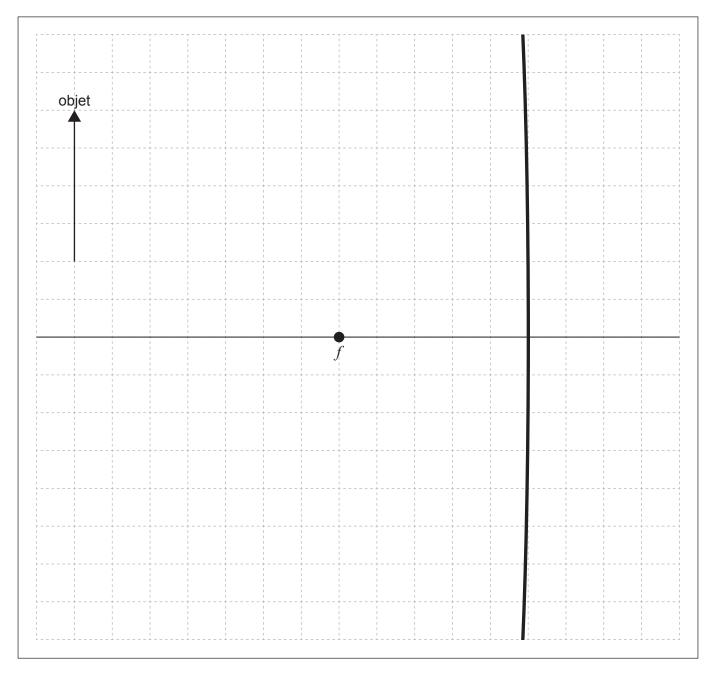
La force d'entraînement est enlevée et le ressort oscille alors librement avec un facteur Q

Fin de l'option B



Option C — Imagerie

12. Un objet est placé devant un miroir concave avec le foyer f comme montré.



(a) Construisez un diagramme de rayons pour situer la position de l'image produite.

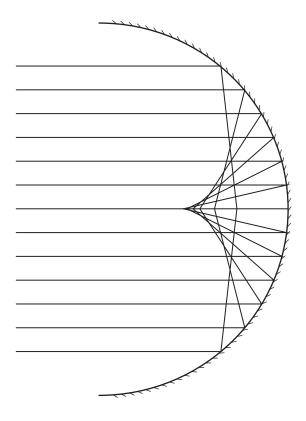
[2]



(Option C, suite de la question 12)

(b)	D	éc	criv	/e	z I	es	S C	ar	a	ct	ér	ist	tic	ĮU	es	S (de	ľ	im	na	ge	e p	oro	OC	lu	ite	9.											[1]
	 								-																													

(c) Des rayons de lumière parallèles sont incidents sur un miroir sphérique concave comme montré.



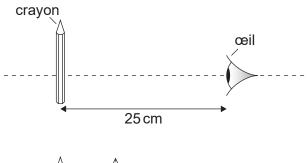
Exprimez le problème illustré par le schéma et comment il est corrigé dans les télescopes réflecteurs.

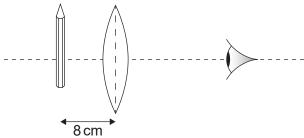
		t	él	98	C	p	е	S	ré	éfl	e	cto	eι	ırs	S.																								[2]	
•	•	 ٠		•		•	•			٠			•	•		 •	•	 •	•	 	٠		•	•	 ٠	 •	 •	 •	 •		•	 •	 ٠	 •		 •	 			
				•		•				٠			٠			 •		 ٠		 	٠	٠.	•		 ٠			 •		٠.		 ٠	 ٠		٠.		 			
	-																			 							 -							 		 -	 			



(Suite de l'option C)

13. L'œil d'un observateur a un punctum proximum de 25 cm. Un crayon est placé au punctum proximum. Une lentille convexe d'une distance focale de 8 cm est alors placée entre le crayon et l'observateur comme montré. Le crayon est positionné au foyer de la lentille.



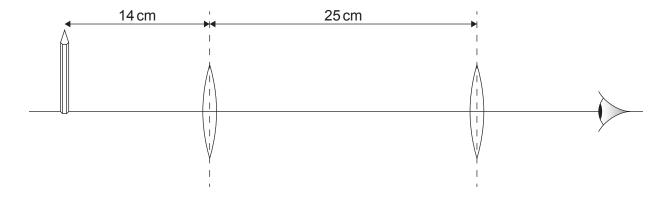


(a) Déterminez le grossissement angulaire de la lentille lorsque l'image du crayon est vue à l'infini.

[1]



(b) Un élève augmente le grossissement du crayon en utilisant deux lentilles convexes d'une distance focale de 8 cm placées à 25 cm l'une de l'autre. Le crayon est placé à 14 cm d'une de ces lentilles.





(Option C, suite de la question 13)

	(i)	Montrez que la grandeur du grossissement du crayon produit par la lentille la plus proche du crayon est environ 1,3.	[2]
	(ii)	Calculez le grossissement total observé par l'élève en utilisant les deux lentilles comme montré.	[2]
(c)	cons	tilise alors les deux lentilles convexes d'une distance focale de 8 cm pour truire un télescope au réglage normal. Le diamètre des lentilles est beaucoup plus d que le diamètre de la pupille de l'œil. Exprimez, par comparaison avec l'œil nu,	
	(i)	un avantage de l'utilisation de ce télescope pour des observations astronomiques.	[1]
	(ii)	un désavantage de l'utilisation de ce télescope pour des observations astronomiques.	[1]

(L'option C continue sur la page 31)



- 30 - 2223-6521

Veuillez ne pas écrire sur cette page.

Les réponses rédigées sur cette page ne seront pas corrigées.



44FP30

(Option C, suite de la question 13)

(d)	Décrivez comment une collaboration internationale peut améliorer la qualité de l'image de radiotélescopes en réseau.	[2]



Tournez la page

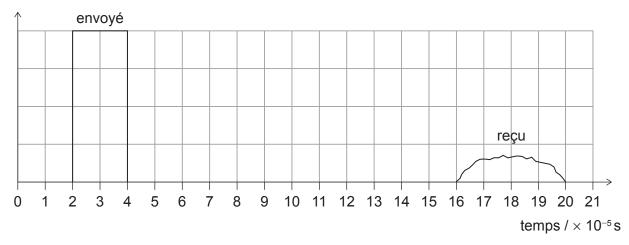
(Suite de l'option C)

Des signaux dans une fibre optique ont besoin d'une amplification lorsque les niveaux d'intensité dans la fibre sont tombés à 1,5% du signal d'origine. Un signal lumineux d'une intensité initiale I_0 est envoyé le long de la fibre optique.

(a)	La fibre a une atténuation par unité de longueur de 0,30 dB km ·. Déduisez que la		
	longueur de la fibre est environ 60 km avant que le signal n'ait besoin d'être amplifié.	[2]	

Un signal est envoyé le long d'une fibre à saut d'indice de 27 km et il est reçu conformément au graphique intensité-temps ci-dessous.

intensité



(b)	Calculez	l'indice	de	réfraction	de	la fihre
(D)	Calculez	HILLIGICE	uc	TEHROLIUH	uc	ia iivi c

(b)	Ca	lcul	ez	ľir	ndi	ce	de	e r	éfr	rac	ctio	on	de	e la	a f	ibr	e.											[2	2]
	 																	 	 		 	 	٠.	 	 	 	 		
	 																	 	 		 	 	٠.	 	 	 	 ٠.		



(Option C, suite de la question 14)

(c)	Discutez comment l'utilisation d'une fibre à gradient d'indice pourrait réduire la dispersion de guidage.	[2]



Tournez la page

(Suite de l'option C)

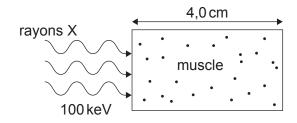
15. Les valeurs des coefficients d'atténuation des rayons X pour un os et un muscle à une énergie de 100 keV sont indiquées.

Coefficient d'atténuation de l'os = $0.348 \, \text{cm}^{-1}$ Coefficient d'atténuation du muscle = $0.173 \, \text{cm}^{-1}$

(a)	Montrez que la couche de demi-atténuation de rayons X de 100 keV dans l'os es
	environ 2 cm

[1]

Un faisceau de rayons X monochromatiques d'une énergie de 100 keV et d'une intensité $I_{\rm 0}$ est incident sur un muscle d'une épaisseur de 4,0 cm.



(b)	Calculez, en termes de	I_0 , l'intensité du faisceau final qui sort du muscle.	[2]

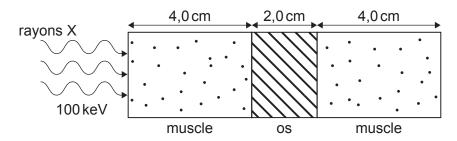


[2]

េា

(Option C, suite de la question 15)

Un faisceau de rayons X d'une énergie de $100\,\mathrm{keV}$ et d'une intensité I_0 est dirigé sur une section de la partie supérieure de la jambe qui peut être modélisée en utilisant $4,0\,\mathrm{cm}$ de muscle, $2,0\,\mathrm{cm}$ d'os, puis $4,0\,\mathrm{cm}$ de muscle comme montré.



(c)	Déterminez, en termes de I_0 , l'intensité finale du faisceau qui sort de cette section de la
	partie supérieure de la jambe.

Des valeurs des coefficients d'atténuation supplémentaires pour l'os et le muscle sont indiquées pour des énergies de rayon X de 1 keV et 10 keV.

Énergie des rayons X / keV	Coefficient d'atténuation de l'os / cm ⁻¹	Coefficient d'atténuation du muscle / cm ⁻¹	
1	7260	3910	
10	55,9	56,2	

(d)	Comparez, en référence au contraste et à la netteté, les images finales formées
	lorsque des rayons X de 1 keV ou de 10 keV sont incidents sur la même section
	muscle-os-muscle de la partie supérieure de la jambe.

muscle-os-muscle de la partie superieure de la jambe.	[4]

(L'option C continue sur la page 37)



- 36 - 2223-6521

Veuillez ne pas écrire sur cette page.

Les réponses rédigées sur cette page ne seront pas corrigées.



(Option C, suite de la question 15)

(e)		es techniques d'imagerie médicale comprennent l'imagerie par ultrasons et erie par résonance magnétique nucléaire (RMN).				
	(i)	Exprimez une différence entre un échogramme de type A et un échogramme de type B dans une imagerie médicale par ultrasons.	[1]			
	(ii)	Expliquez comment des informations de position sont obtenues dans l'imagerie par résonance magnétique nucléaire (RMN).	[2]			

Fin de l'option C



_	4.5		A 4		
()	ption	1) —	Astro	nhvs	HILLI
$\mathbf{\circ}$	Puon		7.00.0	P11, C	nquo

-						
16.	(a)	Le fa	antôme de Ju	piter est une nébuleuse.		
		(i)	Résumez c	e qu'on entend par nébu	leuse.	[1]
		(ii)	-	hysiciens ont déduit la na omment ils peuvent faire	iture de cette nébuleuse à partir de ces déductions.	e la Terre. [1]
	(b)	à de	s étoiles très		ore galaxie. Elles semblent bouger egarde depuis la Terre pendant ur ournies.	
				Angle de parallaxe	Brillance stellaire apparente	
			Étoile X	0,019 secondes d'arc	$8.4 \times 10^{-9} \text{W m}^2$	
			Étoile Y	0,038 secondes d'arc	$3,1 \times 10^{-9} \text{W m}^2$	
		(i)	Déduisez q	uelle étoile semblera bou	iger plus.	[2]
		(ii)	Calculez, e	n m, la distance de l'étoil	e X.	[1]



(Option D, suite de la question 16)

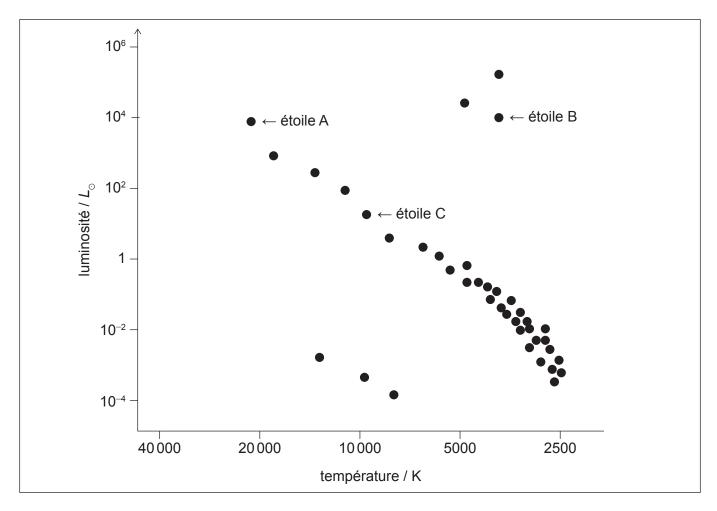
[2]					X Y	oile	ľéi ľéi	de de	sité sité	ino	um um	ort <u>I</u>	ppc	e ra	z le	ine	erm	Dét	(iii)	(



Tournez la page

(Suite de l'option D)

17. Trois étoiles A, B et C sont légendées sur le diagramme de Hertzsprung–Russell (HR). L_{\odot} est la luminosité du soleil.



(a)	Exprimez l'élément principal qui subit une fusion nucléaire dans l'étoile C.	[1]

(b)	[Ξx	pli	qu	ez	z ŗ	00	uı	p	u	oi	ľ	ét	oi	le	e E	3	а	ι	ır	ie	: 6	air	re	; ŗ	olu	us	S !	gr	aı	no	de	e (ր	ie	ľ	ét	to	ile	е,	A									
																													-													 						-		
																								-																		 				 		-		
				٠																				-						•								•				 								
				٠										•	•					٠	٠	•		-			٠			•	•				•	•		•	•			 	•	•						



(Option D, suite de la question 17)

(c) Des naines blanches avec des volumes similaires les unes aux autres sont montrées sur le diagramme HR.

Construisez une ligne, sur le diagramme HR, pour montrer les positions possibles d'autres étoiles naines blanches avec des volumes similaires à ceux marqués sur le diagramme HR.

[2]

[2]

(d) Certaines étoiles sur le diagramme HR sont susceptibles d'évoluer en des étoiles à neutrons.

Résumez pourquoi le rayon d'une étoile à neutrons atteint une valeur stable.



8.	La g	alaxie	D a un décalage vers le rouge $z = 0.13$.	
	(a)		ulez, en Mpc, la distance de D en utilisant une valeur de constante de Hubble de m s ⁻¹ Mpc ⁻¹ .	[2]
	(b)	com	valeur de constante de Hubble de 73 km s ⁻¹ Mpc ⁻¹ donne un âge de l'univers me étant 13,4 × 10 ⁹ années lorsqu'on suppose qu'une vitesse d'expansion stante s'est produite.	
		(i)	Déterminez, en années, l'âge de l'univers lorsque la lumière détectée sur la Terre maintenant a été émise initialement à partir de D.	[3]
		(ii)	Des preuves basées sur des observations de supernovae de type la affectent le résultat de la question (b)(i). Exprimez la conclusion pertinente faite à partir de ces observations.	[1]



(Suite	de l	l'option	D)
--------	------	----------	----

19.	(a)	Expr	rimez le critère de Jeans pour l'effondrement de nuages interstellaires.	[1]
	(b)		r une étoile de la séquence principale, l'énergie qu'elle libère pendant le temps T qu'elle passe sur la séquence principale est proportionnelle à sa masse M .	
		(i)	Montrez que $T \propto \frac{1}{M^{2.5}}$.	[2]
		(ii)	Pour le Soleil, $T = 10^{10}$ années. Calculez T pour une étoile 20 fois plus massive que le Soleil.	[1]



Tournez la page

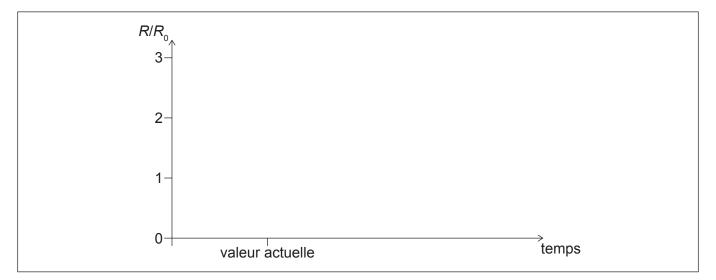
[2]

(Suite de l'option D)

20.	(a)	Déterminez la densité critique de l'univers en utilisant une valeur de la constante de	
		Hubble de 73 km s ⁻¹ Mpc ⁻¹ .	

(b) Représentez, sur les axes montrés, la variation de R/R_0 (le facteur d'échelle cosmique R divisé par sa valeur actuelle R_0) en fonction du temps pour un univers où la densité est plus grande que la densité critique.

[2]



(c)	Expliquez comment la présence d'énergie sombre est susceptible d'affecter la vitesse	
	future de changement de température de l'univers.	[2]

Fin de l'option D

Références :

© Organisation du Baccalauréat International 2023

