

CONCOURS GÉNÉRAL SĚNĚĞĂLĂIS

14 T CGS 05 01

Durée: 6 heures

Toutes séries réunies

SESSION 2014

CLASSES DE TERMINALE

SCIENCES PHYSIQUES

THEME: LES MOUVEMENTS: DU MACROSCOPIQUE AU SUBMICROSCOPIQUE.

Les sept parties que comporte le preuve sont indépendantes à le exception de C et D.

TEXTE INTRODUCTIF.

Le mouvement des corps matériels a été libbjet des premières recherches en physique. Chest de libetude du mouvement des astres, des planètes et des étoiles quibont été établies les lois de la mécanique classique. Ces lois ont été obtenues après un très long effort de réflexion mené au XVIème et au début du XVIIème siècle par de nombreux savants parmi lesquels Galileo Galilée et Isaac Newton. Ce dernier a eu le mérite diavoir conduit libouvrage à son terme. On considère que cette mécanique de Newton marque le début de la physique telle que nous la connaissons et même plus largement celui de la science moderne.

La mécanique permet d'Entroduire un certain nombre de concepts fondamentaux tels que l'Espace, le temps, la masse et la force. En physique la notion d'Espace n'Étant définie que par la présence de la matière, la position d'Eun objet ne peut être précisée que par rapport à d'Eautres objets choisis comme l'Exéférences Eu Un référentiel, de manière générale, est constitué par un solide ou un ensemble de corps solides dont les positions sont invariables dans le temps utilisé pour repérer un objet dans l'Espace.

La mécanique classique postule que le temps est absolu et indépendant du référentiel choisi. Les problèmes de la mécanique classique sont souvent traités en utilisant les lois de Newton. La description de l**E** tat de mouvement d**E** un système matériel est régie par la deuxième loi de Newton traduite par l**E** quation $\sum \vec{F}ext = \frac{d\vec{p}}{L}$

Pour un système matériel, lorsque la vitesse est très inférieure à celle de la lumière dans le vide, cette loi de Newton se traduit aussi par : $\sum \vec{\mathbf{f}}_{\text{ext}} = \mathbf{M} \vec{\mathbf{a}}_{\text{G}}$ (théorème du centre denertie) et par $\sum \vec{\mathbf{f}} = \mathbf{m} \vec{\mathbf{d}}$ pour un point matériel, dans les mêmes conditions. Cette loi introduite comme len des postulats fondamentaux de la mécanique classique est valable dans les référentiels galiléens.

Pour résoudre certains problèmes de mécanique classique, il peut être plus simple d'appliquer le théorème de l'énergie cinétique ou la conservation de l'énergie totale. On peut cependant aborder tous ces problèmes par des méthodes plus générales, celles dues à Lagrange ou à Hamilton encore utilisables pour le tude des mouvements des systèmes complexes. Bien que ces méthodes se ramènent aux lois de Newton, elles sont intéressantes à cause de la facilité relative avec laquelle elles permettent de résoudre un certain nombre de problèmes mais aussi à cause de leurs relations avec la mécanique quantique, la mécanique statistique Å Jusque qui avaient atteint un certain degré de cohérence dans

La matière est faite de particules assimilables à des points matériels doués dune masse auxquels suppliquent les lois de la mécanique. Le rayonnement est constitué par des ondes électromagnétiques.

Les phénomènes tels que la diffraction, la réfraction, les interférences, connus à lépoque, étaient parfaitement expliqués par la théorie ondulatoire. Cependant plusieurs indices inquiétants ne par la théorie ondulatoire. Cependant plusieurs indices inquiétants ne par la théorie ondulatoire.

- en 1900, le physicien Max Planck, analysant le rayonnement émis par les objets chauds, émit librypothèse que le transport de la lumineuse ne pas continu comme le cas de la propagation des ondes mais se prère en grains ou quanta (indivisibles) de la lumière $E = h \mathcal{V}$; hétant la constante de Planck et \mathcal{V} la fréquence de la lumière.
- en 1905, Albert Einstein posa les bases de la mécanique relativiste pour laquelle les événements se déroulent suivant un temps propre et non pas universel (le temps næst plus absolu, il dépend du référentiel choisi). Les mouvements rencontrés dans la vie courante (cæst à- dire concernant les objets macroscopiques) dont les vitesses restent très inférieures à celle de la lumière (v≤0,1c) sont décrits à læide des lois de Newton. Mais la mécanique newtonienne ne sæpplique pas aux mouvements des particules animées dæne très grande vitesse proche de celle de la lumière. Cæst plutôt la mécanique relativiste, plus générale, qui est adaptée à lætude de tels mouvements.

Lenypothèse des quanta de Max Planck a permis à Einstein de donner une interprétation de le ffet photo électrique, fournissant ainsi une preuve directe du caractère corpusculaire (quantique) du rayonnement. Chest le début de la mécanique quantique, une théorie sampliquant à la description de la matière aux niveaux atomique et subatomique (nucléaire) et aussi à lenvers (astrophysique).

PARTIE A: QUESTIONS SUR LE TEXTE (05 points)

Lire attentivement le texte ci-dessus puis répondre aux questions suivantes.

- A-1 Citer deux physiciens qui ont beaucoup contribué à lœplaboration des lois de la mécanique classique.
- A-2 Définir un référentiel.
- **A-3** Citer deux autres formalismes différents des lois de Newton utilisés en mécanique classique pour lœtude des mouvements à lœthelle macroscopique.
- A-4 Enoncer Idhypothèse des quanta de Planck.
- A-5 Préciser le domaine dapplication de la mécanique newtonienne et celui de la mécanique relativiste.

14 T CGS 05 01

Durée : 6 heures Toutes séries réunies



bø

Figure 1

аø

CLASSES DE TERMINALE

PARTIE B: La chute sans fin de la lune, à la découverte de la force de gravitation (08 points).

« En raison du principe de lipertie (tout corps en mouvement non soumis à une force va en ligne droite) la lune sur sa trajectoire aurait dû aller de (A) à (a戊 [figure 1]. En fait, elle tourne autour de la Terre et vient en (a). La géniale découverte de Newton, cœst dævoir vu quæn réalité, elle est tombée vers la Terre de (a戊 en (a), puis de (b戊 en (b) et ainsi de suite sans cesse comme une pomme tombe dæn

pommier. Elle est maintenue en cercle grâce à la force centrifuge qui équilibre la force dattraction de la Terre et cette force dattraction sæxerce entre tous les corps de launivers ; cæst lattraction gravifique universelle ».

Ce texte est extrait doun article de la revue « Science et Vie».

<u>B-1</u> Enoncer le principe de la la lune sous une forme moins simpliste que celle du texte. Peut-on considérer la lune comme un système isolé? Pourquoi?

B-2 Quæst quæne force centrifuge? La lune dans son mouvement autour de la Terre est-elle soumise à une force centrifuge? Expliquer.

<u>B-3</u> Newton compare le mouvement de la lune à celui donne pomme qui tombe.

Y a-t-il des similitudes entre ces deux mouvements?

<u>B-4</u> De quel angle la lune tourne-t-elle autour de la Terre en 1 min ? De quelle hauteur la lune « tombe-t-elle » en 1 min ?

<u>B-5</u> De quelle hauteur tomberait en 1 min un objet lâché sans vitesse initiale à 3,8.10⁵ km de la Terre ? Ligntensité du champ de gravitation terrestre à ce niveau vaut 2,7.10⁻³ N.kg⁻¹. Conclure.

On prendra: distance entre le centre de la Terre et celui de la lune $d = 3,8.10^5$ km.

<u>B-6</u> Donner un exemple de situation de vie permettant diplustrer la notion de force centrifuge.



Dans ce qui suit, il sagit de montrer quon peut y arriver en « regardant » la lune (méthode de Newton). La Terre possède un seul satellite naturel : la lune. De nombreux satellites artificiels sont par ailleurs placés en orbite autour de la Terre, dans des buts déterminés.

Dœutres planètes telles que Mars et Jupiter possèdent aussi des satellites naturels.

<u>C-1</u> On étudie le mouvement don satellite S de masse m, qui tourne autour donne planète P de masse M, sous la seule action de la force de gravitation exercée par cette planète. Le mouvement de S est étudié dans un référentiel centré sur la planète, référentiel supposé galiléen.

La planète P est considérée comme un corps à répartition sphérique de masse. Le satellite est supposé ponctuel. On désigne par r le rayon de loprbite supposée circulaire décrit par S (distance joignant S au centre de P).

<u>C-1-1</u> Donner læxpression vectorielle de la force de gravitation que subit S en précisant le nom et lænité de chacune des grandeurs qui interviennent.

Représenter sur un schéma P, S et le vecteur-accélération de S.

<u>C-1-2</u> Le mouvement de S est uniforme. En déduire l'expression de la norme du vecteur-accélération de S en fonction de sa vitesse v et du rayon r de la trajectoire.

<u>C-1-3</u> Appliquer la deuxième loi de Newton au satellite et en déduire l'expression de sa vitesse de révolution v autour de la planète en fonction de M, de r et de la constante de gravitation G.

<u>C-1-4</u> Déterminer l'expression reliant v, r et la période de révolution T de S autour de la planète. Exprimer T en fonction de G, M et r.

<u>C-2</u> La période orbitale de la lune autour de la Terre vaut $T_1 = 27.3$ jours = $2.36.10^6$ s et la distance entre les centres des deux astres est $r = 3.8.10^8$ m. En déduire la masse M_T de la Terre.

<u>C-3</u> A læxemple de la Terre on peut déterminer la masse des planètes comme Mars, Jupiter, Saturne, Uranus et Neptune qui sont entourées de satellites naturels.

Pour des planètes comme Mercure et Vénus qui nont pas de satellites naturels, comment procéder pour déterminer leur masse ?

<u>PARTIE D</u>: Une base relais pour lexploration de Mars! (08 points).

Un des grands défis de ce siècle (ou du suivant) sera d'envoyer une mission d'exploration humaine sur la planète Mars. De nombreux problèmes sont à résoudre avant de pouvoir effectuer une telle mission. On peut imaginer une base relais (pour le matériel comme pour les communications avec la Terre) sur Phobos, un des satellites de Mars.



CLASSES DE TERMINALE

<u>D-1</u> On étudie le mouvement de Phobos dans le référentiel marsocentrique supposé galiléen sous la seule action de la force de gravitation exercée par Mars. Les corps considérés sont supposés à répartition sphérique de masse. On supposera que Phobos décrit une trajectoire circulaire de rayon r autour de Mars. En sappuyant sur les résultats établis dans la partie C et les données numériques ci-dessous, montrer que la période Tp de révolution de Phobos autour de Mars et le rayon r vérifient la relation :

 $T_p^2/r^3 = 9,22 \ 10^{-13} \ s^2 \ m^{-3}$. En déduire la valeur de T_p . $\underline{Données}: G = 6,67 \ 10^{-11} \ N.m^2.kg^{-2}$; distance entre le centre de Mars et celui de Phobos : $r = 9,38.10^3 \ km$; masse de Mars : $m_M = 6,42 \ 10^{23} \ kg$; période de rotation propre de Mars : $T_M = 24 \ h$ 37 min.

D-2 Dans quel plan faut-il placer un satellite artificiel pour qu'il soit immobile par rapport à Mars ? Justifier la réponse sans calcul.

D-3 Quelle est la période T_S de révolution d'un tel satellite ?

D-4 Apparus pour des motifs politiques, les satellites artificiels sont devenus des outils indispensables aux usages multiples. Citer trois domaines dapplication des satellites artificiels.

D-5 La gravitation gouverne la Jnivers à grande échelle : expliquer cette affirmation.

PARTIE E: Et si on revenait sur Terre? (20 points).

E-1: Pour « peser » la TerreÅ

Cette fois ci, on se propose de montrer quon peut « peser » la Terre en « regardant » un pendule simple (méthode de Galilée).

Un pendule simple est constitué doun solide ponctuel de masse m

suspendu en un point fixe O à logide doun fil inextensible de longueur ℓ . On écarte le pendule de sa position déquilibre stable de annagle + $\theta_{\rm m}$ et on le lâche sans vitesse initiale (figure 2).

Le pendule est repéré à chaque instant par lélongation angulaire θ correspondant à loécart angulaire du fil avec la direction verticale. On néglige les frottements.

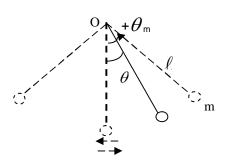


Figure 2

E-1-1 Montrer que lo quation différentielle vérifiée par lo longation angulaire
$$\theta$$
 so crit : $\frac{d^2\theta}{dt^2} + \frac{g_0}{\ell} \sin \theta = 0$

E-1-2 Loécartement initial du pendule est faible de telle sorte quopn puisse faire loapproximation : $\sin\theta \approx \theta$ Montrer que, dans cette condition, le pendule effectue des oscillations sinusoïdales dont on donnera læxpression de la période T en fonction de ℓ et g_0 (intensité de la pesanteur terrestre au lieu considéré).

E-1-3 La longueur du pendule simple utilisé vaut ℓ = 50 cm. La mesure de la durée de 100 oscillations successives donne 142 s. En déduire la valeur de g_0 .

E-1-4 Donner læxpression du champ de gravitation terrestre au sol (que læn assimilera à g_0) en fonction du rayon terrestre R_T, de la masse M_T de la Terre et de la constante de gravitation G.

<u>E-1-5</u> En déduire la valeur de la masse M_T de la Terre. On prendra $R_T = 6378$ km. Comparer avec la valeur trouvée dans la partie C.

E-2: étudier des mouvements de projectiles Å

En mécanique, on nomme projectile tout objet lancé avec une vitesse initiale de valeur v₀. Lœtude du mouvement des projectiles est la balistique. En athlétisme, les épreuves de lancer du poids et celui du javelot sont deux disciplines où un athlète doit lancer un projectile aussi loin que possible.

Pour le lancer du poids, le projectile est une boule de métal (le «poids») de masse $m_P = 7,260$ kg. Le record du monde actuel est tenu pour les hommes par Randy Barnes.

Pour le lancer du javelot, le « poids » de la discipline précédente est remplacé par une tige en métal ou en fibre (le javelot) de masse $m_J = 0.80$ kg. Le record du monde actuel est tenu pour les hommes par Jan Zelesny.

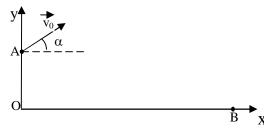


Figure 3

.Å /Å 4

14 T CGS 05 01 Durée : 6 heures Toutes séries réunies

CLASSES DE TERMINALE

Dans la suite du problème, nous considérons que chaque projectile est lancé par lathlète avec une vitesse initiale \vec{v}_0 suivant un angle α = 45° avec la direction du plan horizontal et à une hauteur h = OA = 1,80 m du sol (figure 3). On négligera la ction de la ir ; les projectiles seront supposés ponctuels.

E-2-1 Etablir lexpression littérale de la trajectoire suivie par le projectile de masse m lancé comme précisé ci-dessus et en déduire la distance entre O et le point dimpact B du projectile sur le sol en fonction de h, de la valeur v₀ de la vitesse initiale et de lointensité de la pesanteur g du lieu.

E-2-2 Au cours doun championnat, loathlète R.Barnes remporta loépreuve du lancer de poids avec un jet de 23,12 m. Le « poids » (projectile) a une masse de 7,260 kg et la thlète J Zelesny gagna la preuve de lancer du javelot avec un jet de 98,48 m. Le javelot considéré comme ponctuel a une masse de 0,80 kg. On suppose que chaque trajectoire démarre à une altitude h = 1,80 m

- a) Déterminer les vitesses initiales données par lathlète R.Barnes au poids et par J. Zelesny au javelot. On prendra g = 9,8 m.s⁻²
- b) Comparer les quantités de mouvement données par les deux athlètes à leur projectile

E-3: utiliser le formalisme de LagrangeÅ

Le postulat de Lagrange fait abstraction des principes tels que la 2^e loi de Newton et la loi de conservation de liénergie qui ont permis dassoir les bases de la dynamique du point matériel.

Il stipule que le mouvement du système ou du point est déterminé par la connaissance doune fonction L (fonction de Lagrange). Sous une forme simplifiée, ramenée dans le système de coordonnées cartésiennes et dans le cas du mouvement à une dimension, L est une fonction de la coordonnée x, de la dérivée première de cette coordonnée par rapport au temps \hat{x} et du temps t; soit $L(x, \dot{x}, t)$.

L= E_c - E_p (x) (Energie cinétique- Energie potentielle)

et on a : $\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} \right) - \frac{\partial L}{\partial x} = 0$ Equation de Lagrange, où $\vec{0}$ est læpération de dérivation par rapport à une des variables, les autres étant fixées.

On se propose doutiliser la méthode de Lagrange pour loétude du mouvement pendulaire.

E-3 -1 On considère le pendule simple de la partie (E-1). La variable x de la grange correspond à θ et sa dérivée première par rapport au temps correspond à θ .

Donner læxpression du Lagrangien L en fonction de m, ℓ , g, \mathbb{Z} et θ .

E-3-2 Retrouver læquation différentielle régissant le mouvement de la masse ponctuelle m à partir du formalisme de Lagrange.

<u>E - 4</u>: et le formalisme dBlamilton!

Tout en permettant de résoudre un certain nombre de problèmes mécaniques, le formalisme du la milton est surtout utile parce qual fournit des postulats fondamentaux de la mécanique quantique, la mécanique statistique et la mécanique céleste.

La résolution des problèmes par ce formalisme nécessite des systèmes de coordonnées généralisées Nous nous limiterons uniquement à lécriture de la fonction hamiltonienne H

On définit $H = p_x \dot{x} - L(x, \dot{x}, t)$; dans le cas du système de coordonnées cartésiennes et pour une dimension (p_x = quantité de mouvement).

E- 4-1 Donner læxpression de H en fonction de lænergie cinétique et de lænergie potentielle et conclure E- 4-2 Dans le cas don mouvement de lopscillateur harmonique modélisé par le système ressort-masse à une dimension disposé horizontalement, donner læxpression de H en fonction de la coordonnée x, de la dérivée première de cette coordonnée par rapport au temps x, de la masse m assujettie au ressort et de la constante de raideur k du ressort.

E- 4-3 De læxpression générale de H, retrouver les relations suivantes

$$\dot{p}_{x} = -\frac{\partial H}{\partial x} \qquad \dot{x} = \frac{\partial H}{\partial p_{x}}$$



Durée : 6 heures Toutes séries réunies

CLASSES DE TERMINALE

PARTIE F - Quand les projectiles en mouvement sont des particules chargées. (35 points).

Cette partie traite de mouvements de particules chargées dans le référentiel du laboratoire supposé galiléen. On néglige la force de gravitation devant les forces électriques et / ou magnétiques.

F-1 Mouvement des électrons du canon de no oscillographe Éapplication.

Le tube donn oscillographe électronique, dans lequel on a fait le vide, comprend un canon à électrons, deux systèmes de plaques déflectrices horizontales Y_1 et Y_2 , verticales X_1 et X_2 , un écran recouvert donne substance luminescente sous lompact des électrons (figure $4\frac{1}{2}$).

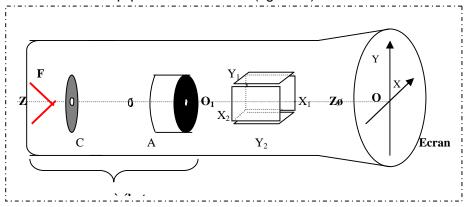


Figure 4

On appelle za laxe de symétrie du tube qui est horizontal.

Les vitesses qui interviennent dans le problème sont toujours assez petites devant la vitesse de la lumière pour quœqucune correction de relativité ne soit nécessaire. On pourra donc utiliser les lois de la mécanique classique. On ne tiendra pas compte du poids de lœlectron.

On prendra: Masse de loélectron $m = 9,1.10^{-21}$ kg; Charge de loélectron $-e = -1,6.10^{-19}$ C.

F-1-1 Etude du canon à électrons.

On admettra quœl équivaut au système suivant : une cathode C émet des électrons sans vitesse ; ceux-ci arrivent sur lænode A et la traversent par une petite ouverture O₁ située sur læxe zæ.

Entre les électrodes C et A, on établit une différence de potentiel $U_0 = V_A - V_C$.

Déterminer U₀ pour que les électrons atteignent O₁ avec une vitesse v₀ =25 000 km/s.

F-1-2 Etude des plaques déflectrices.

Entre les plaques Y_1 et Y_2 , on applique une différence de potentiel $u_{_Y}=u_{_{Y_1}}-u_{_{Y_2}}$; entre les plaques

 ${
m X_1}$ et ${
m X_2}$, on applique une différence de potentiel $u_{_{_{X}}}=u_{_{_{X_1}}}-u_{_{_{X_2}}}$

Lorsque $u_x = u_y = 0$, on observe un spot lumineux en O.

<u>F-1-2-1</u> On laisse $u_x=0$ et lopn établit entre les plaques Y_1 et Y_2 la différence de potentiel constante positive u_y . Il en résulte un champ électrique que lopn considère uniforme dans le parallélépipède défini par Y_1 et Y_2 et nul à lopxtérieur.

Un électron pénètre dans ce champ, avec la vitesse \vec{V}_0 définie en F-1-1). Soit \vec{V} son vecteur vitesse quand il quitte le condensateur constitué par les plaques \mathbf{Y}_1 et \mathbf{Y}_2 .

a) Déterminer la trajectoire de loélectron dans le condensateur, puis lorsquoil en est sorti.



CLASSES DE TERMINALE

- b) Exprimer littéralement
- de la traversée du champ électrique par lœplectron. De quels facteurs dépend-elle La durée
- Længle lpha que le support de V fait avec læxe zæ.
- La position du point H, intersection de ce support avec zq.
- Loprdonnée Y, du spot lumineux sur loécran. Application numérique : calculer et Y, pour $u_v = 100V$; L = 5 cm; d = 4 cm; D = 50 cm; $v_0 = 25 000 \text{ km/s}$.

<u>F-1-2-2</u> On laisse toujours u_{ν} nulle, mais on applique aux plaques Y_1 et Y_2 une différence de potentiel \mathcal{U}_v variable avec le temps ; on veut montrer que, si les variations de \mathcal{U}_v ne sont pas trop rapides, le calcul de la déviation Y du spot peut être fait en supposant $\mathcal{U}_{_{v}}$ constant pendant toute la durée du passage de lœlectron dans le champ électrique.

Supposons que u_y soit de la forme : $u_y = 100 \sin{(2\pi ft + \frac{\pi}{2})}$ (u_y en volts, t en secondes, f en

Luélectron pénètre dans le champ à lignstant t = 0, il en sort à lignstant t = ...

- a) Comparer les valeurs prises par U_{ν} aux instants 0 et , pour des valeurs de f égales à 10⁴, 10³ et 10² Hz. Conclusion.
- b) Si $u_v = 100 \sin 100\pi t$, quel est le mouvement du spot sur loécran? Recopier la figure 5 et ébaucher là-dessus la trajectoire du spot.

F-1-3 Etude du balayage horizontal

On laisse U_{v} nulle et on applique entre les plaques X_1 et X_2 la différence de potentiel $u_{_{\scriptscriptstyle Y}}$ qui sera considérée constante pendant la traversée par lœlectron du champ ainsi créé.

<u>F-1-3-1</u> Calculer littéralement la déviation horizontale X_s du spot sur loécran en fonction de e, m, \mathbf{v}_0 , Dq L et u_{ν} . Sachant que D \rightleftharpoons 40 cm, exprimer numériquement X_s en fonction de u_s

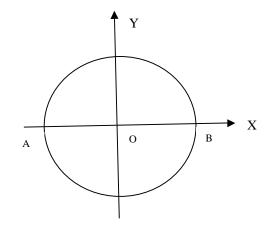


Figure 5

F-1-3-2 On désire que le spot qui est en A à lignstant t = 0 décrive AB avec une vitesse constante en Tœ,0,04 s, puis quœ retourne très vite en A pour

On donne AB= 10cm.

Déterminer laéquation horaire du mouvement du spot dans lantervalle t [0, Ta], puis læxpression u_{v} = f(t). Préciser les valeurs extrêmes de u_{v} .

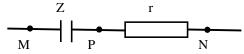
F-1- 4 Utilisation de los cilloscope.

Une portion de circuit MN comporte un condensateur dompédance Z et une résistance r très faible, négligeable devant Z (figure 6).

Entre M et N, on applique la tension : $u = 100 \sin 100 \pi t$.

reprendre le mouvement précédent.

<u>F-1- 4-1</u> u_{v} ayant les caractéristiques précédentes, on



applique la tension u aux plaques Y₁ et Y₂. Tracer en vraie grandeur la courbe que le spot dessine sur loécran. (On admettra quoà loinstant t=0 le spot est en A sur læcran.)

F-1- 4-2 En réalité los cilloscope comporte deux paires de plaques horizontales Y₁Y₂ et YqYq si bien que simultanément on peut appliquer la tension u aux plaques Y1 et Y2 et la tension uq=V2 - VN aux plaques Yq et Yq. Dessiner ce que lopn observe sur loécran (ce qui importe ici, ce sont les positions respectives des deux courbes obtenues et non leurs amplitudes). Justifier le tracé.

F-1- 4-3 Citer da utres utilisations pratiques de la scilloscope.

fonction de q, m ,B et U.

14 T CGS 05 01 Durée : 6 heures Toutes séries réunies



CLASSES DE TERMINALE

F-2 Mouvement de particules chargées dans un champ magnétique uniforme

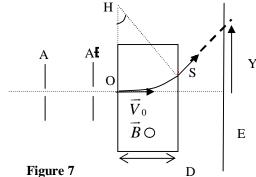
Des particules identiques de masse m et de charge positive q, émises sans vitesse initiale, sont accélérées entre les armatures A et Aqdom condensateur plan par une tension U. Elles pénètrent en O avec une vitesse \vec{V}_0 dans une région de losspace où règne un champ magnétique uniforme de vecteur \vec{B} perpendiculaire à \vec{V}_0 et ressortent au point S (figure 7). La largeur du champ magnétique est ℓ .

F-2-1 Donner læxpression vectorielle de la force magnétique qui sæxerce sur une particule dans le champ

magnétique B. Préciser le sens du vecteur champ magnétique B. F-2-2 Montrer que le mouvement des particules dans le champ magnétique est circulaire uniforme. Exprimer le rayon R de lærc de cercle décrit dans le champ en fonction de m, V_0 , q et B puis en

<u>F-2-3</u> Exprimer la déviation angulaire des particules puis la déflexion magnétique Y sur un écran E disposé perpendiculairement à la direction de \vec{V}_0 et situé à la distance D du milieu du champ magnétique.

<u>F-2-4</u> Citer des appareils qui utilisent la déflexion électrique et /ou magnétique et préciser leur rôle.



F-3 Mouvement de lélectron autour du noyau - quantification de lélectron de lélectron de lelectron de lelectron

F-3 -1 Rutherford décrit latome daydrogène par un modèle planétaire : lælectron de masse m décrit un mouvement circulaire de rayon r autour du noyau constitué dan proton. La force gravitationnelle sera négligée devant la force électrostatique et on considérera, pour cette première partie (F-3-1), que les lois de la mécanique classique sont applicables.

F-3 -1-1 Donner læxpression de la force électrostatique exercée par le noyau sur lælectron.

F-3 -1-2 Le mouvement est circulaire uniforme. Exprimer la vitesse V de lœ́lectron en fonction de la constante k (k = 1/4 $_0 = 8,988.10^9$ SI), de sa masse m, de la charge élémentaire e et du rayon r de la trajectoire.

F-3-1-3 Etablir læxpression de son énergie cinétique en fonction de k, e et r.

F-3-1-4 Etablir læxpression de son énergie potentielle en fonction de k, e et r. En déduire læxpression de lænergie totale en fonction de k, e et r puis de V.

<u>F-3 -1-5</u> Différents faits expérimentaux ont conduit Bohr à formuler l ϕ pothèse suivante : l ϕ lectron ne peut se déplacer que sur des orbites privilégiées dont les rayons r obéissent à la loi :

 $mV_{\scriptscriptstyle n}.r_{\scriptscriptstyle n}$ = n $\frac{h}{2\pi}$, relation où n est un entier positif, h la constante de Planck, $V_{\scriptscriptstyle n}$ la vitesse de

lœ́lectron sur le cercle de rayon r_n et m sa masse.

a) Donner læxpression du rayon r_{n} en fonction de k, h, m, e et n. Calculer r_{1} .

b) Montrer que liénergie totale E_n de liénergie totale E_n de liénergie totale E_n de liénergie totale E_n de liénergie par : $E_n = -\frac{\xi_1}{n^2}$. On donnera liénergiesion de ξ_1 en fonction de m, k, e et h et on vérifiera que ξ_1 = 13,6 eV

c) Pourquoi parle-t-on de la quantification de loénergie de loatome? Calculer E1, E2, E3 et E4.

d) Faire un schéma représentatif des niveaux dénergie de latome.

Lœlectron passe de lœtat E₁ à lœtat E₄. Quelle cause peut faire passer lœnergie de lœlectron du niveau E₁ au niveau E₄ ?

f) Lœflectron passe du niveau E₄ à E₂. Evaluer la fréquence du photon émis.

On donne: $h = 6,626.10^{-34} \text{ SI}$; $k = 8,988.10^9 \text{ SI}$; $m = 9,109.10^{-31} \text{ kg}$; $1 \text{ eV} = 1,602.10^{-19} \text{ J}$; célérité de la lumière dans le vide $c = 3.10^8 \text{ m.s}^{-1}$.

<u>F-3-2</u> Le modèle de Bohr permet de retrouver le spectre d'émission ou d'absorption de l'atome d'hydrogène. Mais ce modèle, basé sur la mécanique classique, ne permet pas de rendre compte de tous les faits expérimentaux avec lætome déhydrogène, notamment les faits magnétiques.

En fait, seule la **mécanique quantique** permet de bâtir un modèle permettant de rendre fidèlement compte des observations expérimentales. Dans cette nouvelle branche de la physique lœplectron de læptome peut être assimilé à une onde. Il næpst pas parfaitement localisable dans læpspace autour du noyau

14 T CGS 05 01 Durée : 6 heures Toutes séries réunies

Wahab Diop Lst.

CLASSES DE TERMINALE

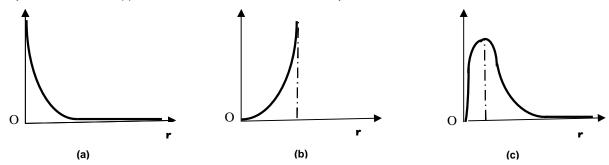
Cela revient à abandonner définitivement liquée de trajectoire. On associe à liquetron une fonction dipinde qui permet de définir la probabilité de présence autour du noyau.

La probabilité P(r) de trouver lœflectron de loatome donydrogène à une distance r du noyau est donnée par

læxpression: $P(r) = \frac{r^2}{a_0^3} e^{-2r/a_0}$, dans cette expression a_0 est une constante représentant le rayon de

lætome de Bohr pour lænydrogène à lætat fondamental (a₀ = r_1 = 0,53 Å).

<u>F-3-2-1</u> Quelle est parmi les courbes (a), (b), (c) ébauchées ci-après celle qui correspond au graphe représentatif de P(r) en fonction de r ? Justifier la réponse.



<u>F-3-2-2</u> Déterminer, en fonction de a₀, la distance r où la probabilité de présence de lœ́lectron est maximale.

G Ë Mouvements de particules de grande énergie Ë la mécanique relativiste (15 points).

Divers faits expérimentaux montrent que la mécanique newtonienne ne sapplique pas aux mouvements des particules animées danne très grande vitesse proche de celle de la lumière, particules dites de grande énergie. Einstein énonça les hypothèses de la **mécanique relativiste** et conçoit la théorie de la relativité restreinte (restreinte aux repères galiléens). La mécanique relativiste est particulièrement adaptée à la futude des mouvements des particules de grande énergie.

- Laine des hypothèses est liprovariance de la célérité de la lumière: la célérité de la lumière dans le vide est la même dans tous les repères galiléens, cœst une constante universelle. Elle ne dépend pas de la vitesse de la source de lumière.
 Des mesures récentes ont donné c = 2,997924.108m.s⁻¹; on adopte couramment c = 3. 108m.s⁻¹
 La vitesse de la lumière dans le vide apparaît comme une vitesse limite impossible à atteindre pour
- La masse donne particule isolée est un scalaire invariant dans tout changement de repères galiléens.

Si on considère une particule de masse m et de vitesse \vec{V} , la théorie relativiste, confirmée par de nombreuses expériences, conduit à poser de nouvelles définitions pour les grandeurs cinétiques :

*quantité de mouvement relativiste : $\vec{p} = \gamma m \vec{V}$

*énergie cinétique relativiste : Ec =(γ - 1) m c²

*énergie totale : $E = \gamma m c^2$

un objet matériel.

*énergie de masse : $E_0 = m c^2$; cæst la valeur de lænergie de la particule lorsque V=0; E_0 est encore appelée énergie de repos.

*On vérifie que : $E = Ec + E_0$

Dans ces relations, c est la vitesse de la lumière dans le vide et γ est donnée par :

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{C^2}}}$$

G-1 En utilisant les grandeurs définies ci-dessus établir les relations suivantes :

$$\vec{p}c = \frac{\vec{V}E}{c}$$
; $E = \sqrt{p^2c^2 + m^2c^4}$ ou encore $E = \sqrt{P^2 + E_0^2}$ avec $P = pc$ et $E_0 = mc^2$



CLASSES DE TERMINALE

G-2 Des électrons émis par un filament sont accélérés entre le filament et une grille polarisée.

La différence de potentiel entre la grille et le filament est notée U .

On suppose que la vitesse initiale des électrons est nulle.

- G-2-1 Etablir læxpression de leur vitesse V dærrivée sur la grille en fonction de U :
 - a) en utilisant les lois et grandeurs cinétiques de la mécanique classique.
 - b) en utilisant un raisonnement analogue en mécanique relativiste
- **G-2-2** Recopier le tableau suivant et le compléter :

U(volts)	10 ²	10 ³	10 ⁴	10 ⁵	10 ⁶	10 ⁷
v classique (ms ⁻¹)						
v relativiste (ms ⁻¹)						

Comparer les valeurs obtenues. Conclure.

<u>Données</u>: $e = 1,602.10^{-19}C$; masse de lælectron $m = 9,109.10^{-31}kg = 0,5 \text{ MeV.c}^{-2}$ et célérité de la lumière dans le vide $c = 2,998.10^8 \text{m.s}^{-1}$

<u>G-3</u> La figure 8 est la reproduction du cliché donn dispositif expérimental (chambre à bulles) dans lequel un proton en mouvement noté (1) a heurté un proton initialement au repos noté (0). Après lointeraction, les deux trajectoires sont celles des deux protons notés (2) et (3). Dans ce dispositif règne un champ magnétique uniforme perpendiculaire au vecteur-vitesse du proton incident et à ceux des deux protons après le choc. De la sorte, les trajectoires ainsi matérialisées sont circulaires et sont toutes trois dans un même plan.

La quantité de mouvement du proton incident vaut $p_1 = 2000 \text{ MeV/c}$ (ce qui revient à dire que la grandeur P_1 associée vaut P_1 = p_1 c = 2000 MeV). Les rayons de courbure mesurés sur le cliché valent respectivement $R_1 = 340 \text{ cm}$; $R_2 = 300 \text{ cm}$ et $R_3 = 113 \text{ cm}$.

<u>G-3-1</u> Calculer en MeV les valeurs de $P_2 = p_2c$ et $P_3 = p_3c$ associés aux quantités de mouvement p_2 et p_3 . On admet quoune particule, relativiste ou non, de charge q, décrivant un arc de cercle de rayon R sous loinfluence doun champ magnétique uniforme B, possède une quantité de mouvement p telle que: $\mathbf{p} = \mathbf{qRB}$

G-3-2 La figure 9 donne la disposition des tangentes au point dippact, décalquées sur le cliché.

Reproduire cette figure sur la copie et construire les représentants des vecteurs $P_{_1}$; $P_{_2}$ et $P_{_3}$ associés aux quantités de mouvement $\vec{p}_{_1}$, $\vec{p}_{_2}$ et $\vec{p}_{_3}$. (Echelle 1 cm 100 MeV). Commenter et conclure

<u>G-3-3</u> La figure 10 donne la représentation graphique de lœnergie totale E (en MeV) dœn proton en fonction de la valeur de P =pc (en MeV) associée à sa quantité de mouvement.

Déterminer lognergie totale du système constitué des deux protons avant puis après lognteraction. Conclure.

On prendra: masse du proton $m = 938 \text{ MeV/c}^2$

G-3-4 Quel peut être lantérêt dan dispositif expérimental tel que la chambre à bulles ?

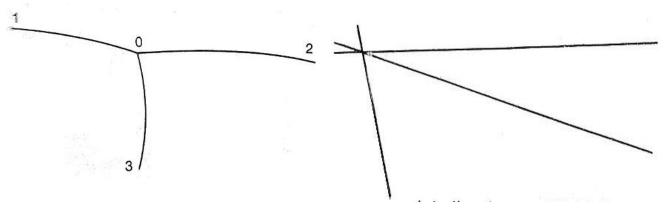


Figure 8

Figure 9

Å /Å 10

14 T CGS 05 01 Durée : 6 heures Toutes séries réunies



CLASSES DE TERMINALE

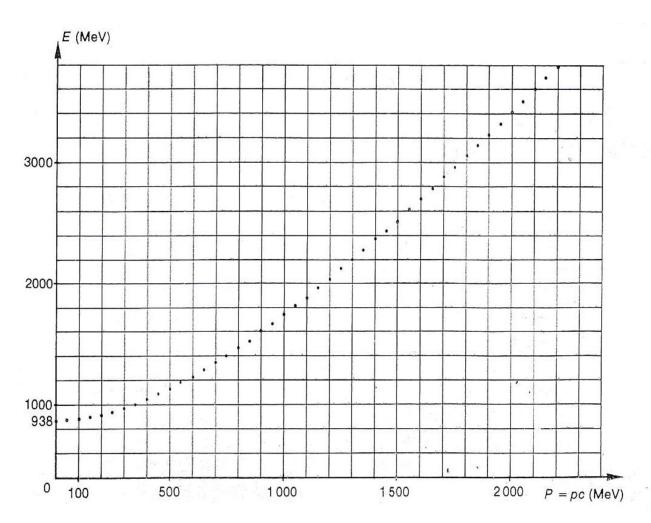


Figure 10

FIN DU SUJET