

Exercice 1

Identifier les principales enveloppes de la terre?

• L'atmosphère: est l'enveloppe externe d'une planète ou d'une étoile qui est constituée principalement de <u>gaz</u> neutres et d'<u>ions</u> (ou <u>plasmas</u>).

- La biosphère: est l'ensembles des organismes vivants et leurs milieux de vie.
- L'Hydrosphère: est l'ensemble des zones où l'eau est présente.
- La lithosphère: est l'enveloppe terrestre rigide de la surface de la terre.

Les enveloppes de la terre

Atmosphere

Lithosphere

Hydrosphere

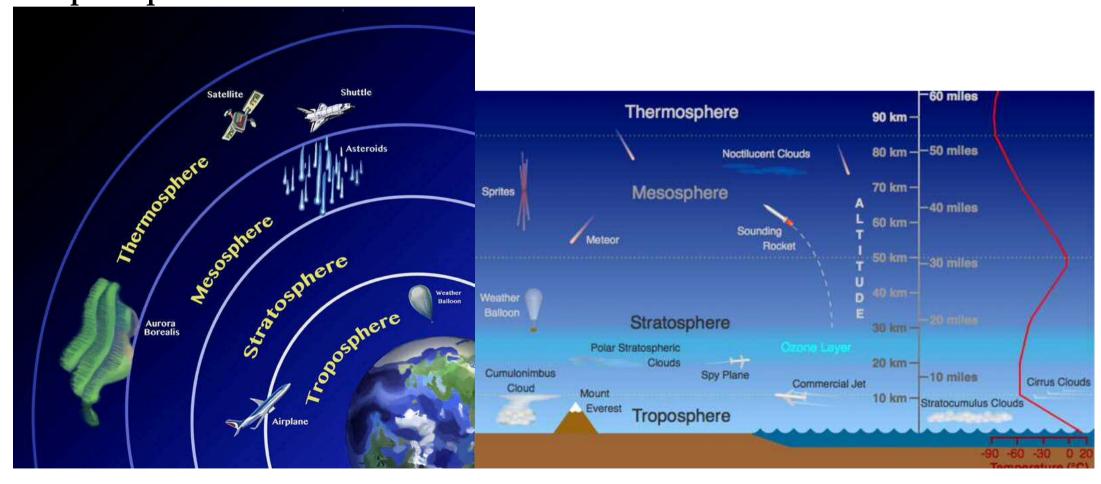
Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan

Exercice 2

Identifier les principales couches d'atmosphère?

En se référant au schéma suivant, décrire la température de différentes couches

atmosphériques



Exercice 3: ordonner les illustrations suivantes selon leur appartenance aux ressources renouvelables ou Non renouvelables





Exercice 4

Identifier les principaux composants de système solaire?

Le système solaire est constitué de :

une étoile (le Soleil),

huit planètes

(Mercure, venus, Terre, Mars, Jupiter, Saturne, Uranus, Neptune)

une centaine de milliers de satellites, des météorites, des astéroïdes et des comètes.

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan



Exercice 5

Identifier les planètes telluriques vs planètes gazeuses?

Les planètes telluriques/rocheuses: Mercure, venus, Terre, Mars

Les planètes gazeuses/géantes: Jupiter, Saturne, Uranus, Neptune

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan



Exercice 6

Décrire le mouvement apparent de soleil dans le ciel. Quelle particularité présente la position du soleil lorsqu'il traverse le méridien?

Le soleil se lève vers l'est et se couche vers l'ouest; dans l'hémisphére nord il culmine audessus du sud au milieu du jour, à ce moment appelé « midi solaire » l'ombre d'un gnomon vertical est exactement dirigée vers le pole nord.

On dit que le soleil passe au méridien à midi solaire.

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan



Exercice 7

Calculer la durée nécessaire à la Terre pour effectuer une rotation de 1 degré autour de son axe polaire

La Terre fait un tour sur elle-même en 24 heures.

Elle effectue donc une rotation 360° en 24 heures, soit 15° par heure ce qui équivaut à 15° pour 60 minutes. Pour une rotation d'un degré:

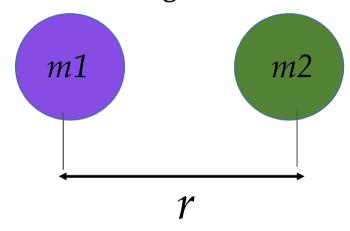
60/15 = 4 minutes

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan

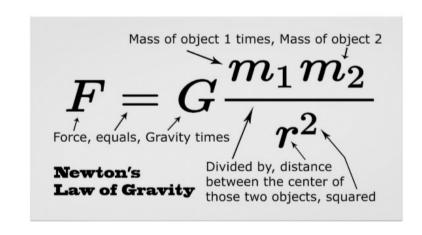


Exercice 8

Enoncer la loi de la gravitation ou loi de l'attraction universelle?



$$\mathbf{F1=F2=G} \frac{m1 \ x \ m2}{r2}$$



G (constante gravitationelle) = $6,67408 \times 10^{-11} \text{ N/m}^2/\text{kg}^2$ (newton mètre carré par kilogramme carré)

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan

Caractéristiques générales de la Terre: Formes et dimensions Exercice 9



En utilisant la loi de Newton appliquée à un objet de masse <u>m</u> se trouvant à la surface de la Terre masse <u>Mt</u>.

F: G. m . Mt/ $Rt^2 = m. g.$

D'où Mt= g. Rt²/ G = 5,97. 10^{24} Kg

(Avec Rt = 6370 km soit 6, 37. 10^6 m ; g (temps de gravité) = 9, 81 m/s ; G=6,67. 10^{-11} N. m⁻²Kg⁻²).

Détermination de la densité du Globe terrestre

Le volume terrestre est : Vt= $4/3 \pi Rt^3$ = 1, 083. $10^{21}m^3$

Sa masse volumique moyenne est donc de : Mt/Vt= 5500 kg.m⁻³ (soit 5,5 g. cm⁻³).

Or la masse volumique des roches de la surface du globe est comprise entre 2 et 3 (2,5 à 2,7 dans la plupart des cas). La mesure de Cavendish est le premier résultat scientifique montrant que la structure interne de la Terre n'est pas homogène.

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan

Mass of object 1 times, Mass of object 2 $F = G \frac{m_1 m_2}{m_2}$ Force, equals, Gravity times

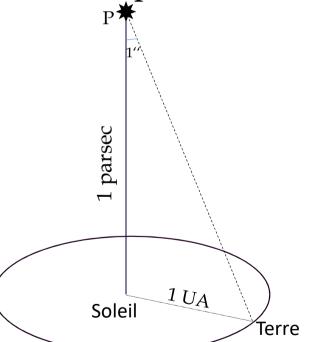
Divided by, distance between the center of those two objects, squared



Exercice 10

Définir l'unité astronomique.

Définir le parsec, et calculer sa valeur en mètre en utilisant le schéma ci-dessous



L'unité atmosphérique est l'unité de longueur de système astronomique d'unités; elle correspond à la distance entre la Terre et le Soleil. Soit environ 150 millions de kilomètres.

Parsec est la distance entre le soleil et un objet astronomique qui sous-tend un angle d'une seconde d'arc. Autrement dit, la distance à partir de laquelle on verrait la distance terre-soleil.

SP=TS/tan 1"

Soit: 1' (minute d'arc)= $1^{\circ}/60$ et 1'' (seconde d'arc)= $1^{\circ}/3600$ = $0,000277^{\circ}$

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan



Exercice 10...continued

Définir l'unité astronomique. Définir le parsec, et calculer sa valeur en mètre en utilisant le schéma ci-dessous

S est le soleil, T est la terre, P est un objet situé à un parsec du soleil: par définition l'angle SPT est égal à une seconde d'arc 1" et la distance TS vaut une unité astronomique (1UA).

Grâce aux règles de trigonométrie il est possible de calculer SP= TS/tan 1"= 206264,80624548 UA

Comme 1 UA= 1,49597870700 x 10¹¹

On a 1 pc= $3.0856775814672 \times 10^{16}$

Donc

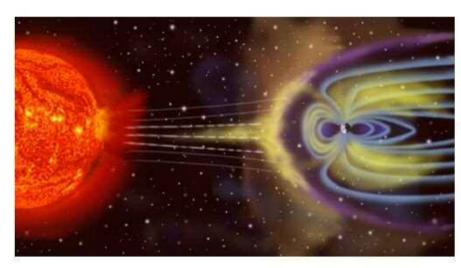
1 pc= 3085677581467200km

Prof. Ilham Kölling-Bouimetarhan

Dynamique du Noyau et champ magnétique :

Exercice 11

Quelles seraient les conséquences biologiques d'une Terre sans champ magnétique?



Le vent solaire composé de particules chargées (protons, électrons, noyaux d'He) ne serait plus dévié et arriverait jusqu'aux organismes.

Ces particules endommagent l'ADN et augmentent les mutations responsables de tumeurs, cancers, etc...

De plus, de nombreux organismes et microorganismes ne pourraient plus s'orienter (ex : le célèbre pigeon voyageur, mais surtout les bactéries qui contiennent quasiment toutes des nanomagnétites).