



PRÉSENTATION DE LA MONTURE DU TÉLESCOPE

L'astronomie amateur est une activité de loisirs qui consiste en l'observation d'objets du ciel diurne et nocturne situés au-delà du globe terrestre.

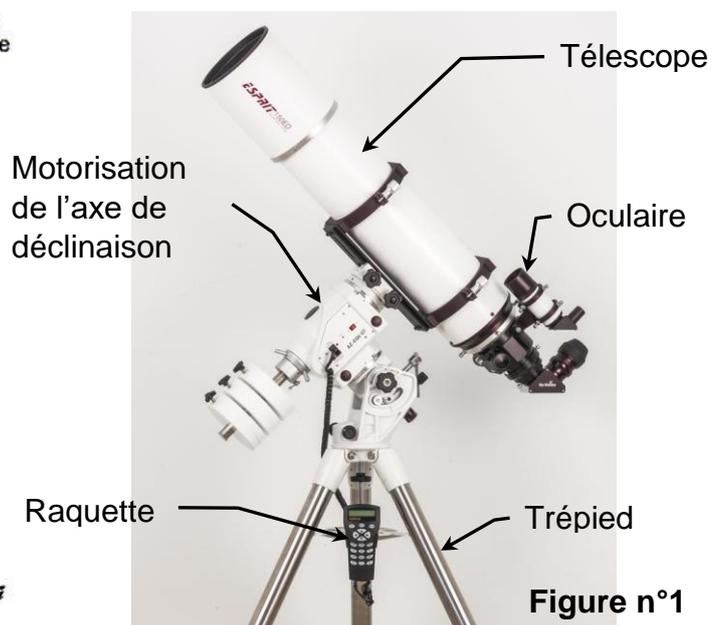
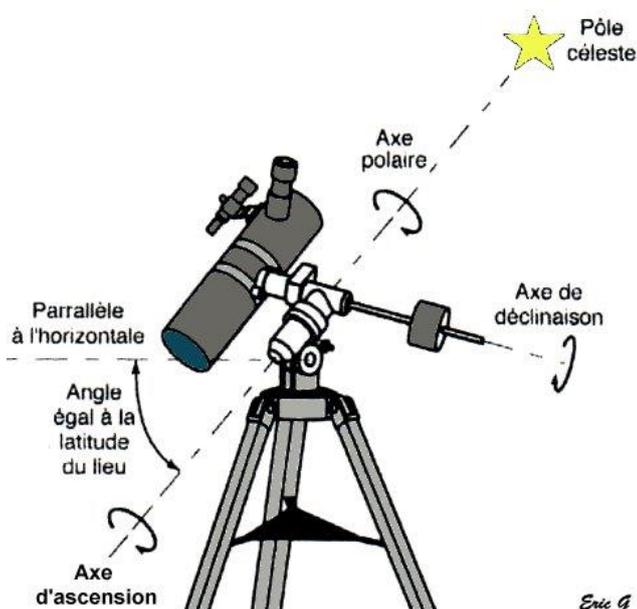
La pratique de l'astronomie requiert l'utilisation de matériel optique : le télescope qui est installé sur son pied, appelé aussi monture. La monture soutient le télescope, et permet le déplacement en rotation suivant 3 axes :

- un déplacement manuel qui incline l'ensemble pour tenir compte de la position de l'observateur : angle égal à la latitude du lieu
- deux déplacements motorisés pour se déplacer dans le ciel (voir figure n°1).

Une séance d'astronomie, généralement nocturne, consiste à observer plusieurs objets célestes dans le ciel pendant quelques temps. La monture doit alors pouvoir suivre un objet malgré la rotation de la terre, puis proposer des déplacements plus rapides pour 'passer' sur un autre objet céleste. La commande est manuelle par l'intermédiaire de la raquette (boîtier de commande), automatique grâce à des positions d'objets pré-enregistrées dans la raquette.

L'étude porte sur la motorisation de l'axe d'ascension sur la monture Sky-Watcher NEQ6.

La motorisation admet une large gamme de vitesse de rotation, allant de 1 fois jusqu'à 800 fois la vitesse de rotation de la terre.



Modèle CCYC : ©DNE

Nom de famille (naissance) :
(Suivi s'il y a lieu, du nom d'usage)

Prénom(s) :

N° candidat :

N° d'inscription :



Né(e) le :

(Les numéros figurent sur la convocation.)

1.1

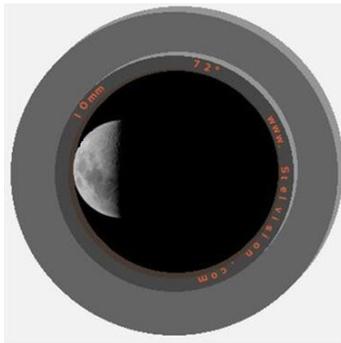
ÉTUDE D'UNE PERFORMANCE DU PRODUIT

Lors de la recherche d'un objet céleste, l'astronome utilise le déplacement rapide (correspondant à 800 fois la vitesse de rotation de la terre). Dès qu'il voit la première partie de l'astre qu'il souhaite observer à travers l'oculaire, il relâche le bouton de commande sur la raquette.

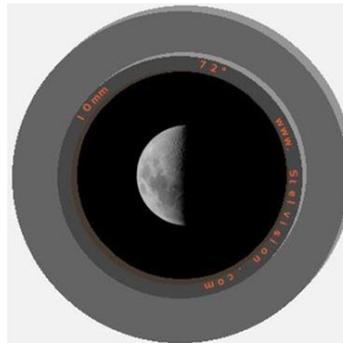
Premier aperçu et identification de l'astre

Temps d'arrêt

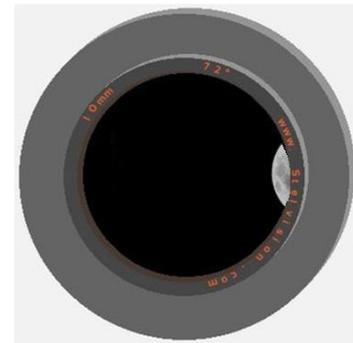
L'astre est passé trop loin



Lune - oculaire n°2
grossissement 70 X - champ réel 1.0°



Lune - oculaire n°2
grossissement 70 X - champ réel 1.0°

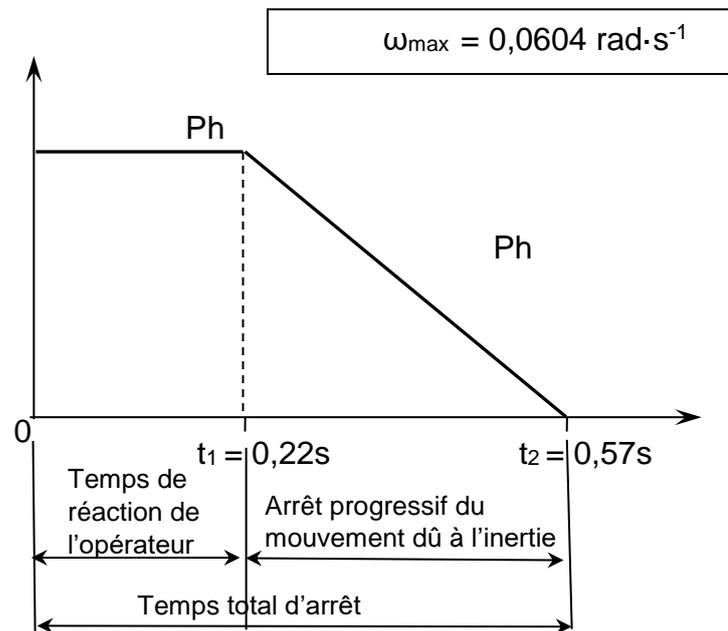


Lune - oculaire n°2
grossissement 70 X - champ réel 1.0°

La mesure de la vitesse lors de l'arrêt est donnée sur le graphe des vitesses ci-contre.

Le temps de réaction de la part de l'opérateur pour relâcher la commande est de 0,22 seconde.

L'inertie de l'ensemble étant importante, la décélération est programmée suivant une pente constante.

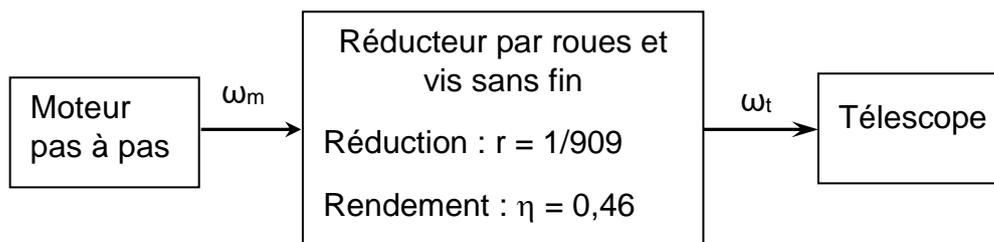




L'astronome a-t-il perdu de vue l'astre à cause de la rotation du télescope due à l'arrêt de l'ensemble lors de l'utilisation de la vitesse rapide ?

- Question I.1 **Déterminer** la vitesse de rotation de la terre (sur la base de 1 tour en 24 heures), puis **calculer** l'écart entre la vitesse théorique rapide de rotation du télescope (800 fois la vitesse de rotation de la terre) et la vitesse mesurée $\omega_{\max} = 0,0604 \text{ rad}\cdot\text{s}^{-1}$, en pourcentage de la vitesse théorique.
- Question I.2 **Caractériser** les deux phases décrites sur le graphe des vitesses.
- Question I.3 **Calculer** pour chaque phase le déplacement angulaire (respectivement θ_1 et θ_2), puis en déduire le déplacement angulaire total θ correspondant à l'arrêt de la rotation du télescope.
- Question I.4 **Comparer** la valeur précédente (θ total) avec un angle maxi de 1° au-delà duquel l'astre n'est plus visible car sorti du champ visuel.

La chaîne cinématique de la motorisation est donnée ci-après :



Le moteur de référence NEMA M-1713_{1,5} S est un moteur pas à pas dont la vitesse de rotation est limitée à $560 \text{ tr}\cdot\text{min}^{-1}$ maximum.

- Question I.5 Le télescope tournant à $\omega_{\max} = 0,0604 \text{ rad}\cdot\text{s}^{-1}$, **calculer** la vitesse de rotation du moteur et **conclure** quant à sa compatibilité.

Modèle CCYC : ©DNE

Nom de famille (naissance) :

(Suivi s'il y a lieu, du nom d'usage)

Prénom(s) :

N° candidat : N° d'inscription :

(Les numéros figurent sur la convocation.)

Né(e) le : / /

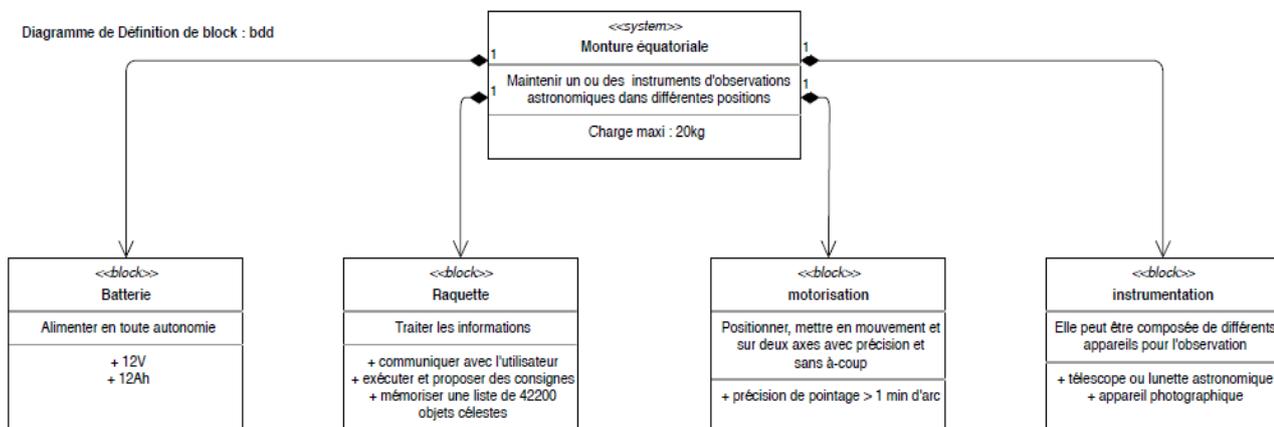


1.1

COMMANDE DU FONCTIONNEMENT DU PRODUIT OU MODIFICATION DE SON COMPORTEMENT

Problématique : L'ensemble raquette et monture est-il capable d'offrir une nuit d'observation suivant toutes les déclinaisons δ et ascensions α ?

Diagramme de Définition de block : bdd



Il est possible de stocker 42200 objets célestes. Chacun de ces objets utilise 12 caractères

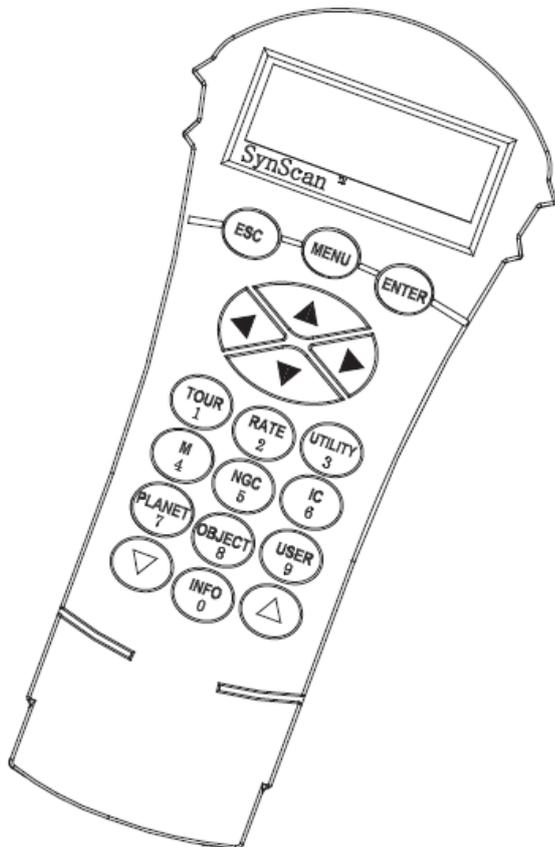
Question II.1 À partir de la présentation de la monture et du bdd, **expliquer** le rôle des différents blocs qui participent au réglage de la déclinaison.

(12 chars, un octet chacun) pour être nommé, un nombre à virgule flottante (float, 32bits) pour la déclinaison et un autre pour l'ascension.

Question II.2 **Calculer** le nombre d'octets nécessaire afin de stocker ces informations. La capacité mémoire de la raquette est de 1 Go. **Indiquer** le rôle de l'espace mémoire qui reste de disponible vis-à-vis de l'automatisation de la monture.



Voici un extrait de la documentation de la raquette qui permet de régler l'affichage et le clavier de cette dernière.



Accédez au menu *Setup\Handset Setting* et appuyez sur **ENTER**.

Utilisez les touches de défilement pour sélectionner *LCD Contrast* puis utilisez les flèches **Gauche** et **Droite** pour régler le contraste de l'écran.

Utilisez les touches de défilement pour sélectionner *LED Backlight* puis utilisez les flèches **Gauche** et **Droite** pour régler l'intensité du rétroéclairage du clavier de la raquette.

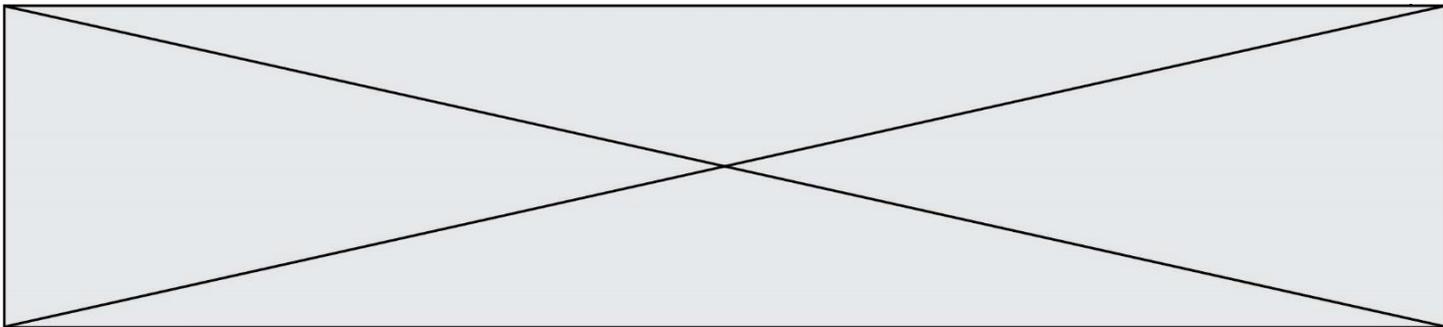
Utilisez les touches de défilement pour sélectionner *LCD Backlight* puis utilisez les flèches **Gauche** et **Droite** pour régler l'intensité du rétroéclairage de l'écran.

Appuyez sur **ESC** pour quitter le menu des réglages.

Pour aider l'utilisateur, on se propose de traduire cette documentation sous forme d'algorithme.

Question II.3 **Compléter** l'algorithme correspondant au réglage du clavier et de l'écran de la raquette sur le document réponse DR1.

Lors d'une nuit d'observation, l'astronome amateur observe une vingtaine d'objets « à raison d'environ 15 minutes par objet » et reste dessus environ 15 minutes par objet. Par conséquent cela occasionne 20 déplacements à grande vitesse (800x) pour passer d'un objet à l'autre et 20 déplacements à vitesse sidérale pour l'observation.



DOCUMENT RÉPONSE – DR1

Question II.3 :

