

**Correction de l'exercice**  
**"La télémétrie laser"**  
**(Bac S - Afrique - juin 2013)**

Corrigé réalisé par B. Louchart, professeur de Physique-Chimie  
© <http://b.louchart.free.fr>

**1. À propos du laser**

**1.1.** Soit  $\nu'$  la nouvelle fréquence :  $\nu' = 2\nu$

La nouvelle longueur d'onde vaut alors :  $\lambda' = \frac{c}{\nu'} = \frac{c}{2\nu} = \frac{\lambda}{2}$

Doubler la fréquence permet donc de diviser par deux la longueur d'onde émise initialement par le laser.

**1.2.1.** Dans un laser pulsé, de l'énergie est émise pendant des durées très brèves. On parle de concentration temporelle de l'énergie.

**1.2.2.** D'après le doc.1, chaque impulsion, d'une durée  $\Delta t = 20$  ps, émet une énergie  $E = 200$  mJ.

La puissance instantanée est donc  $p = \frac{E}{\Delta t} = \frac{200 \times 10^{-3}}{20 \times 10^{-12}} = 1,0 \times 10^{10}$  W, d'où l'expression "puissance instantanée fantastique" utilisée par Etienne Samain.

**1.3.** L'énergie d'un photon vaut  $E_{\text{photon}} = \frac{hc}{\lambda}$

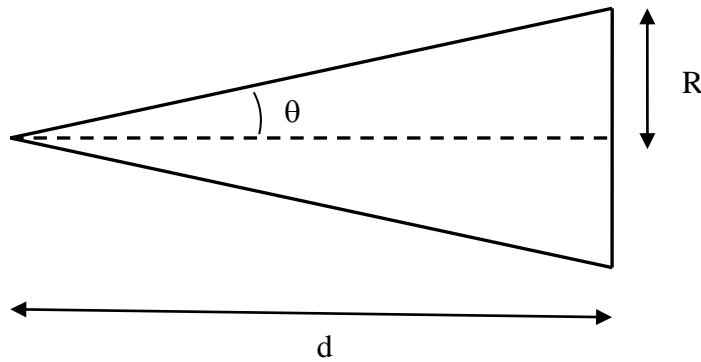
Le nombre de photons émis à chaque impulsion d'énergie  $E = 200$  mJ est donc :

$$N = \frac{E}{E_{\text{photon}}} = \frac{\lambda E}{hc}$$

En utilisant les ordres de grandeur comme préconisé par l'énoncé, on obtient :

$$N \simeq \frac{(10^3 \times 10^{-9}) \times (10^2 \times 10^{-3})}{10^{-33} \times 10^8} = 10^{18} \text{ photons}$$

### 1.4.1.



$$\tan \theta = \frac{R}{d}, \text{ donc } R = d \times \tan \theta = 4 \times 10^5 \times \tan (1 \times 10^{-6}) = 0,4 \text{ km}$$

**1.4.2.** Effectivement, même si l'angle correspondant à la divergence est petit ( $1 \times 10^{-6}$  rad), le diamètre du faisceau à la surface de la Lune est très grand : 800 m, soit 400 fois plus grand que le diamètre du faisceau à la sortie du laser.

## 2. À propos de la mesure de la distance Terre-Lune

**2.1.1.** La durée  $\Delta t$  indiquée dans la 3<sup>ème</sup> colonne correspond à un aller-retour, donc à une distance  $2 d_{T-L}$ , parcouru à la célérité de la lumière dans le vide  $c$ .

$$2 d_{T-L} = c \times \Delta t$$

$$\Rightarrow d_{T-L} = \frac{c \times \Delta t}{2}$$

Pour la ligne avec une case vide, on obtient :

$$d_{T-L} = \frac{299792458 \times 24164440511979 \times 10^{-13}}{2} = 362215850,86 \text{ m} = 362215,85086 \text{ km}$$

*Remarque : dans ce calcul, on n'a pas tenu compte du fait que lors de l'aller-retour, une petite partie du trajet n'a pas lieu dans le vide, mais dans l'atmosphère terrestre, où la célérité de la lumière est très légèrement différente de celle dans le vide.*

**2.1.2.** D'après le nombre de chiffres significatifs pour les distances indiquées dans la 4<sup>ème</sup> colonne du tableau, on peut considérer que l'incertitude correspondante vaut 0,00001 km, soit 1 cm.

**2.1.3.** Pour atteindre une telle précision (à  $10^{-12}$  s près), il faut utiliser une horloge atomique.

**2.2.** 1<sup>ère</sup> hypothèse : la trajectoire n'est pas circulaire (en fait, elle est globalement elliptique, avec de nombreuses perturbations).

2<sup>ème</sup> hypothèse : l'atmosphère terrestre évoluant, la vitesse de la lumière dans l'atmosphère n'est pas la même pour les différentes mesures effectuées, ce qui peut entraîner des écarts dans les mesures.