

$$1. 100 \text{ million de km} = 10^2 \times 10^6 \text{ km} = 10^8 \text{ km.}$$

$$\begin{aligned} \text{Dimensions maximales : } 2 \times 10^6 \text{ al} &\approx 2 \times 9461 \text{ milliards de km} \\ &\approx 18928 \times 10^6 \text{ km} \\ &= 1,8928 \times 10^4 \times 10^5 \text{ km} \\ &\approx 1,9 \times 10^{19} \text{ km} \end{aligned}$$

réalité (en km)	10^8	$1,9 \times 10^{19}$
plan (en mm)	1	∞

$$\begin{aligned} x &= \frac{1,9 \times 10^{19}}{10^8} = 1,9 \times 10^{11} \text{ mm} \\ &= 1,9 \times 10^5 \times 10^6 \text{ mm} \\ &= 1,9 \times 10^{10} \text{ km} \end{aligned}$$

km	hm	dam	m	dm	cm	mm
0	0	0	0	0	0	1
1	0	0	0	0	0	0
			$1 \text{ km} = 10^6 \text{ mm}$			
			$1 \text{ mm} = 10^{-6} \text{ km}$			

2.

$$\text{Vénus : } 1,08 \times 10^8 = 1,08 \times 10^8$$

$$\begin{aligned} \log(1,08 \times 10^8) &= \log(1,08) + \log(10^8) \\ &= \log(1,08) + 8 \end{aligned}$$

$$\text{Terre : } 1,5 \times 10^8$$

$$\text{Mars : } 2,28 \times 10^8 = 2,28 \times 10^8$$

$$\text{Uranus : } 2,87 \times 10^8 = 2,87 \times 10^8$$

$$\text{Sirius : } 8 \text{ al} \approx 8 \times 9461 \times 10^9 \approx 7,6 \times 10^{13}$$

$$\text{Etoile polaire : } 300 \text{ al} \approx 3 \times 10^2 \times 9461 \times 10^9 = 2,8 \times 10^{15}$$

$$\text{Galaxie : } 2 \times 10^6 \text{ al} \approx 2 \times 9461 \times 10^6 \times 10^9 \text{ km} \approx 1,9 \times 10^{23} \text{ km}$$

Résumé

n	1	2	3	4	5	6	7	8	9
$\log(a)$	0	0,3	0,48	0,6	0,7	0,78	0,85	0,9	0,97
$\log(ab)$	-	0,3	0,18	0,12	0,1	0,08	0,07	0,06	0,05

$$\log(a \times b) = \log a + \log b \quad \log(10^n) = n$$

- Une nouvelle échelle...

La distance des planètes du système solaire au soleil a toujours passionné les astronomes. C'est ainsi que l'on a pu déterminer au fil des années les distances de certaines d'entre-elles. Avec l'arrivée de nouveaux télescopes et de techniques toujours plus performantes, on a pu établir la distance d'autres étoiles et galaxies au soleil. Il a fallu pour cela déterminer une nouvelle unité de mesure plus adaptée, l'année lumière (al). C'est la distance parcourue par la lumière en une année, soit environ 9 461 milliards de kilomètres. Dans le tableau ci-dessous, voici quelques-unes de ces distances.

Planète ou étoile	Mercure	Vénus	Terre	Mars	Uranus	Neptune	Sirius	Étoile polaire	Galaxie Andromède
Distance moyenne au Soleil	58×10^6 km	108×10^6 km	150×10^6 km	228×10^6 km	2870×10^6 km	4500×10^6 km	8 al	300 al	2×10^6 al

Nous voulons représenter toutes ces distances sur une droite munie d'une graduation régulière.

- Si 100 millions de km est représenté par un mm, quelle devrait être la dimension de la feuille pour arriver à notre fin ?
- Il existe un papier appelé « papier logarithmique », où les deux axes sont des échelles logarithmiques (on parlera de « papier semi-logarithmique » si c'est seulement un axe qui a une échelle logarithmique).

La graduation suivant une échelle logarithmique signifie que si l'on veut placer une grandeur x , on place y tel que $x = 10^y$.

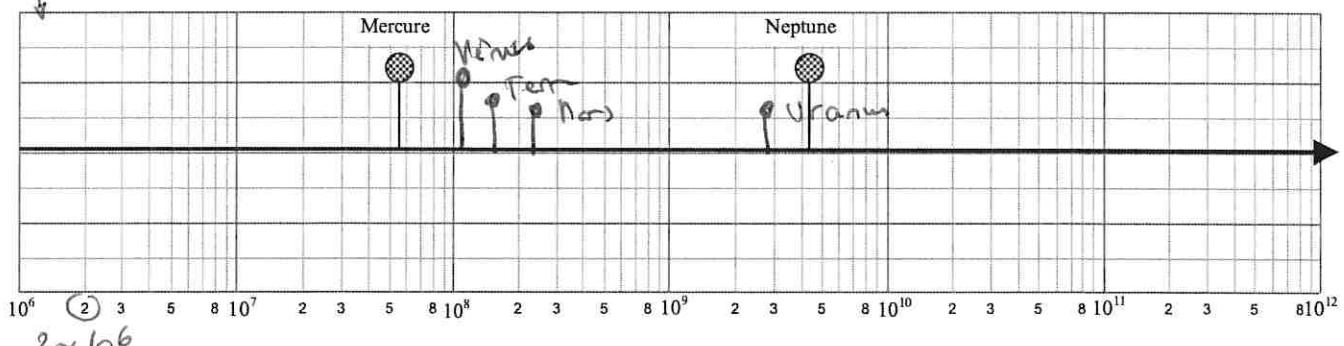
La fonction qui permet d'obtenir y connaissant x est la fonction logarithme décimal, notée log. On a donc :

$$y = \log(x)$$

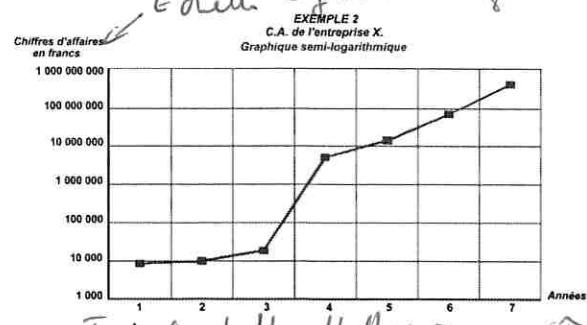
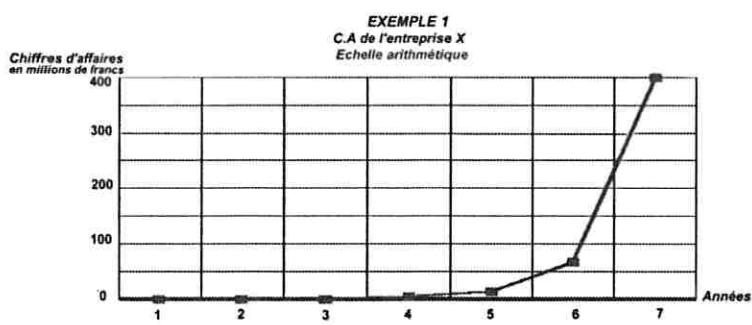
Remarque : à une puissance de dix on fait correspondre son exposant.

Par exemple si $x = 10^7$ alors $y = 7$, autrement dit $\log(10^7) = 7$.

1,2x10⁶ ↓
 Compléter la représentation des distances données dans le tableau ci-dessus, la graduation étant à l'échelle logarithmique.



En économie, l'utilisation du papier semi-logarithmique permet de mieux rendre compte de l'évolution de phénomènes exponentiels.



Chapitre 3
Représentation avec des différences très grandes entre les valeurs. La représentation manque de précision.

-19000€, -2 le chiffre 5 millions, 16 millions, 67 millions, 600 millions
les représentations sur papier semi-logarithmique permettent de comparer les évolutions.