

Sujet de Grand Oral - Simulation de l'atterrissage de Apollo 11 sur la Lune

Elliot Jullier

May 5, 2021

Contents

1	- Etapes de l'Atterrissage	1
1.1	- Parametres initiaux : Orbite Circulaire	1
1.2	- Transfer de Hohmann : Ellipse Intermédiaire	1
1.3	- Phase de Descente	2
1.3.1	- Phase de Freinage	2
2	- La mécanique dans le modèle	2
2.1	- Implementation de la position, vitesse et acceleration	2
2.1.1	- Relations physique	2
2.1.2	- Implementation par approximation	2
2.2	- Evolution de l'acceleration	2
2.3	- Force Appliqués sur la Fusée	3
2.3.1	- Orbite Circulaire	3

1 - Etapes de l'Atterissage

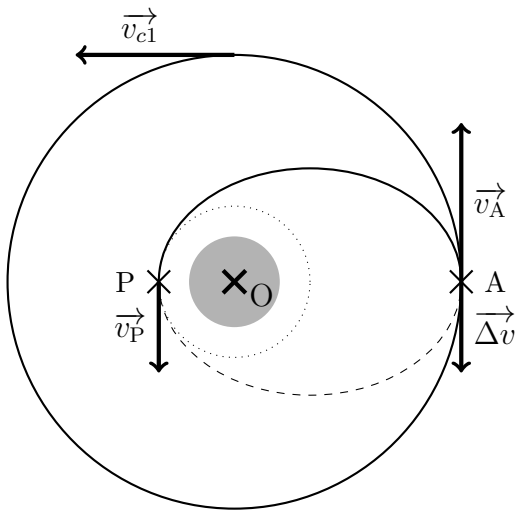
1.1 - Parametres initiaux : Orbite Circulaire

Nous cherchons à modeliser la mission de Apollo 11 du 20-21 Juillet 1969 comme exemple d'atterissage de fusée sur la Lune car cela donne un modèle avec beaucoup de statistiques grace à sa signification historique.

Il y a deux capsules en orbite a 111 *km* d'altitude au-dessus de la surface de la Lune. La *Command and Service Module* - CSM, partie qui reste en orbite avec l'astronaut Michael Collins, et le *Lunar Module* - LM, avec Neil Armstrong et Edwin 'Buzz' Aldrin. En sachant que les deux parties attachés sont en orbite circulaire a une altitude de 111 *km* on peut calculer la vitesse initiale $\|\vec{v}\| = 1628.9 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$.

1.2 - Transfer de Hohmann : Ellipse Intermédiaire

On sépare ensuite les deux modules et on assure une séparation de au moins 10 *m* puis on pointe le moteur de la LM dans la direction du vecteur vitesse mais dans le sens opposé. On effectue un changement $\Delta\vec{v} = -21,6 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$ ce qui met la fusée en une orbite elliptique avec un aposélène à la location du changement (à 111 *km*) et avec un periséle à 180° et une altitude de 15,2 *km*.



- A - L'aposélène pour l'orbite elliptique
- P - Le periséle pour l'orbite elliptique
- \vec{v}_{ci} - La vitesse pour une orbite circulaire
- \vec{v}_A - La vitesse à A pour l'orbite elliptique
- \vec{v}_P - La vitesse à P pour l'orbite elliptique
- $\Delta\vec{v}$ - Le Δv nécessaire pour passer de l'orbite circulaire à l'orbite elliptique

Figure 1 - Transfer de Hohmann (partiel) pour approcher la Lune

Normalement, en arrivant à l'aposélène, on effectue une rotation pour pouvoir ralentir de nouveau le vaisseau. Mais nous voulons pas circulariser l'orbite à celle de l'aposélène, mais plutôt atterrir.

1.3 - Phase de Descente

1.3.1 - Phase de Freinage

On commence a une altitude de 15.2 *km* avec une vitesse de $\vec{v}_p = 1694.6 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$ qui est entierement horizontale (seulement au p ris lene) et qui a une vitesse verticale négligeable.

Cette phase a comme but de ralentir majoritairement la vitesse horizontale, en en ralentissant

2 - La méchanique dans le modèle

2.1 - Implementation de la position, vitesse et acceleration

2.1.1 - Relations physique

Dans le chapitre de la méchanique, on a vu la relation entre les vecteurs de position, vitesse et acceleration:

$$\vec{d} \begin{pmatrix} x'' \\ y'' \\ z'' \end{pmatrix} = \frac{d\vec{v}}{dt} \begin{pmatrix} x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix} = \frac{d^2 \vec{OM}}{dt^2} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

2.1.2 - Implementation par approximation

La manière dont on a implémenté cette relation dans le programme est d'approximer la continuité et l'evolution des vecteurs en les approximants en valeurs discretes.

Pour Unity le programme qu'on a utilisé pour la simulation, la valeur de temps entre chaque 'update' est de $\frac{1}{50}$ de seconde.

On calcule l'acceleration et on 'ajoute' ce vecteur a celui de la vitesse. Cela est comme faire: $v_{\text{future}} = v_{\text{courante}} + \Delta v$, cette action est r p t e toute les 50^{ me} de seconde. On peut donc assimiler ajouter l'acceleration au vecteur vitesse comme ajoutant le Δv , les unités de l'acceleration en $\text{m} \cdot \text{s}^{-2}$ multiplié par des s donne des $\text{m} \cdot \text{s}^{-1}$. En ajoutant le vecteur acceleration toute les 50^{ me} de seconde, on calcule le nouveau vecteur vitesse.

Similairement, pour la position, on prends la vitesse et on calcul la nouvelle position apres que la fusée ait boug e pendant $\frac{1}{50} s$.

2.2 - Evolution de l'acceleration

Le moteur d'une fusée à un pourcentage de la 'puissance' maximale fourni une force constante.

De plus:

$$F = ma$$

Par ailleurs, le moteur d'une fusée brûle la masse d'essence proportionnellement à la 'puissance' fournie. Cela a pour conséquence que la fusée a une augmentation d'accélération au fur et à mesure qu'elle utilise son carburant.

2.3 - Force Appliquées sur la Fusée

2.3.1 - Orbite Circulaire

Dans une orbite circulaire uniforme, il y a seul la force de gravité qui agit sur la fusée. On a:

$$\vec{F} = \frac{GMm}{r^2} \vec{n} \Leftrightarrow \vec{a} = \frac{GM}{r^2} \vec{n}$$

Avec G : la constante gravitationnelle en $m^3 \cdot kg^{-1} \cdot s^{-2}$, M : la masse de la Lune en kg , m : la masse de la fusée, r : le rayon de l'orbite ($R_{\text{Lune}} + d_{\text{hauteur}}$), \vec{n} : le vecteur unitaire qui pointe vers le centre d'inertie de la Lune.

De plus on est dans un mouvement circulaire donc: $\vec{a} = \frac{v^2}{r} \vec{n}$

Ce qui donne:

$$\frac{v^2}{r} \vec{n} = \vec{a} = \frac{GM}{r^2} \vec{n} \Leftrightarrow v^2 = \frac{GM}{r} \Leftrightarrow v = \sqrt{\frac{GM}{r}}$$

Avec la direction de la vitesse étant tangentielle à la trajectoire circulaire à prendre.

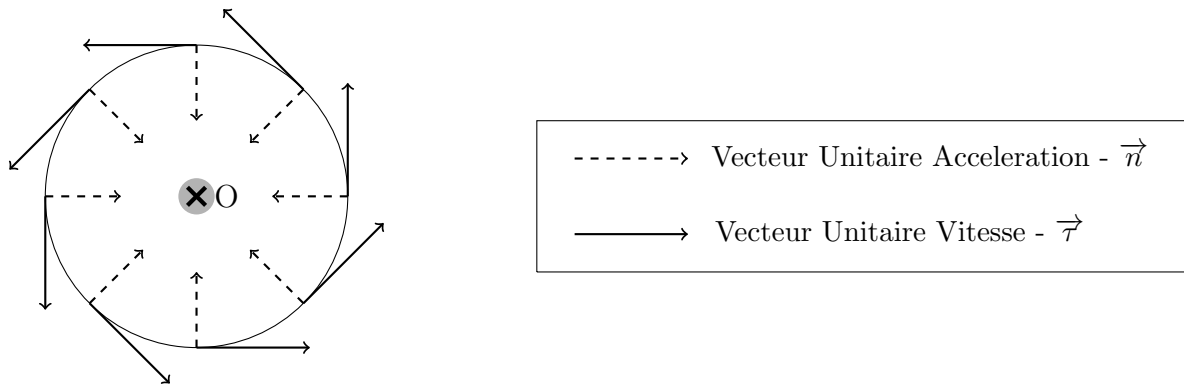


Figure 1 - Vecteurs Vitesses et Accelerations dans une Orbite Circulaire