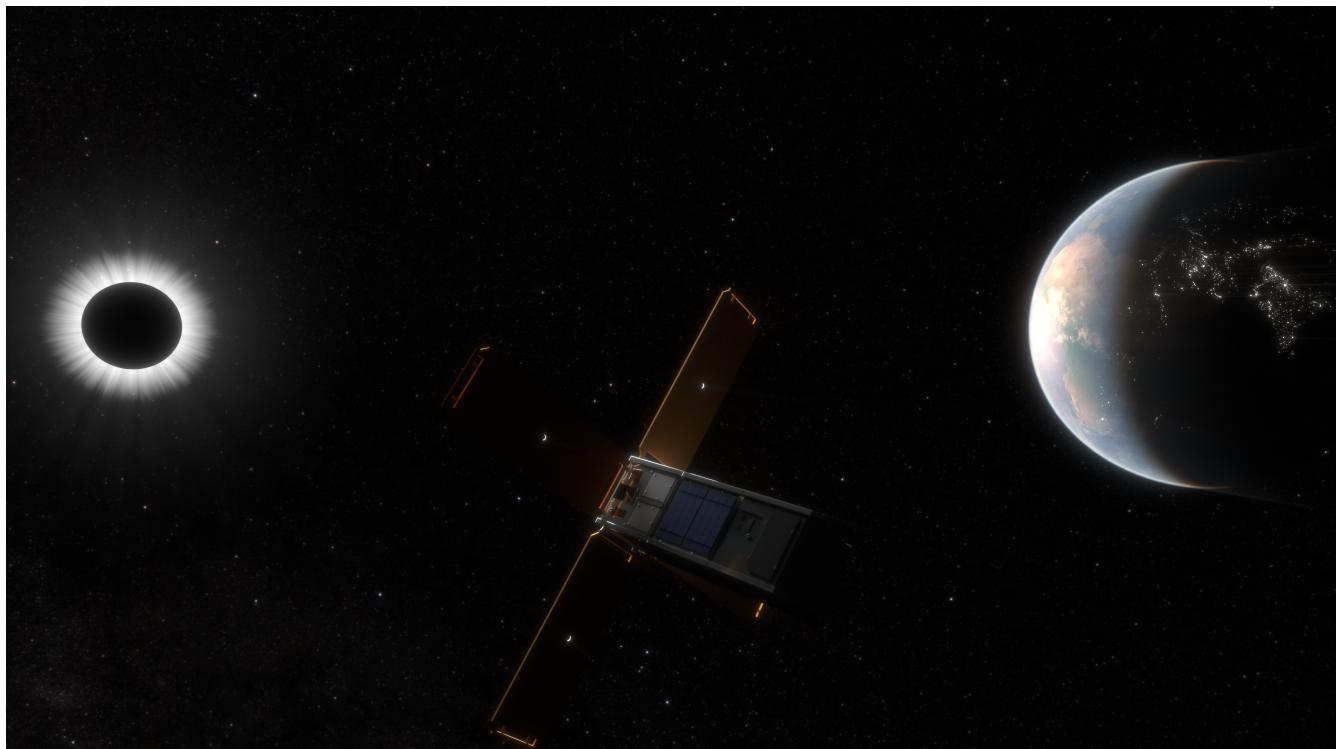


Rapport de Stage

Vincent Callegari

August 30, 2024



Contents

1	Introduction	3
1.1	La problématique	3
1.2	Institut de recherche	4
2	Travail demandé	4
2.1	Objectif du stage	4
2.2	Tâches	5
3	Travail effectué	6
3.1	Analyse de la zone d'observation	6
3.2	Calcul des observations	8
3.3	Contrôle optimal	11
3.4	Analyse des résultats	13
4	Conclusion	15
4.1	Compétences acquises	15
4.2	Travail réalisé	15
4.3	Possibilités pour aller plus loin	15
5	Glossaire	16

1 Introduction

1.1 La problématique

Le but de ce stage est de d'analyser une mission spatiale visant à étudier la couronne solaire en utilisant la Lune comme corps occultant. En outre l'objectif est de calculer des trajectoires optimales faisables par des satellites exerçant des poussées faibles (par moteur ionique ou voile solaire).

La voile solaire fonctionne de la même manière qu'une voile normale à l'exception qu'elle utilise la quantité de mouvement de la lumière au lieu de la quantité de mouvement de l'air pour générer une force de pression. Les forces générées par des voiles solaires ne peuvent pas être dirigées dans toutes les directions (la force ne peut pas être en direction du Soleil) et sont très faibles en comparaison d'autres formes de propulsions les plus utilisés par les véhicules spatiaux mais ont le grand avantage de ne pas dépendre du carburant.

La propulsion électrique quand à elle utilise un champ magnétique pour accélérer un gaz ionisé (souvent un gaz noble comme le xénon par exemple). L'idée est de créer une propulsion extrêmement efficace grâce à la vitesses très élevé des particules permettant ainsi de faire gagner une grande vitesse au satellite pour une masse de carburant relativement faible. Le désavantage de cette méthode de propulsion est qu'elle ne permet pas de générer de grandes forces de poussée ce qui signifie qu'elle ne peut pas être utilisée avec des vaisseaux trop lourds ou pour le décollage de fusée.

La couronne solaire (aussi appelée chromosphère) est en quelque sorte l'atmosphère du soleil, c'est une des parties du soleil qui est la plus mal comprise, on sait que c'est ici que se manifestent des événements violent comme les éruptions solaires ce qui influence la climat terrestre. Notamment les vents solaires peuvent faire varier la densité de l'atmosphère terrestre en haute altitude ce qui impacte les satellite en orbite basse. Essayer de mieux comprendre le fonctionnement de la couronne solaire est donc un objectif assez important des astronomes.

L'observation de la couronne solaire est un tâche difficile car elle est bien moins lumineuse que le soleil lui-même. Afin d'observer cette couronne, il est donc nécessaire d'occulter le disque solaire.

Sur Terre il est possible d'effectuer des observations de la couronne solaire durant les éclipses totales où la Lune joue le rôle d'objet occultant. Cependant ces observations ont lieu en moyenne une fois tous les 18 mois et ne permettent des observations de quelques minutes à peine ce qui n'est pas suffisant.

Une autre méthode pour effectuer de telles observations est d'utiliser un coronographe qui se sert d'un masque pour cacher la partie la plus lumineuse du Soleil. Cependant, plus l'objet utilisé pour occulter le Soleil est grand et éloigné, plus l'observation peut être précise. Les planètes, planètes naines et autres astres sphériques opaques sont donc des objets idéaux pour effectuer des mesures car leurs taille excède largement tout objets occultant que l'humanité peut construire à ce jour. De plus, comme c'est souvent le cas en astronomie, l'atmosphère terrestre ajoute des perturbations lorsque l'on effectue des observations à la surface de la Terre, donc l'observation de la couronne solaire est bien plus efficace depuis l'espace.

L'objet du système solaire qui semble le plus indiqué pour être utilisé comme astre occultant est la Lune car son absence d'atmosphère et sa grande proximité avec la Terre combinés à sa petite taille permettent d'effectuer des observations à distance relativement faible (environ égale à la distance Terre-Lune) tout en ayant les avantages énoncé plus tôt.

La contrepartie lorsque l'on utilise une astre comme objet occultant est qu'on ne peut contrôler sa trajectoire et que le satellite est contraint de suivre l'objet, ce qui demande de résoudre un certain nombre de problèmes et de se plier à un certain nombre de contraintes.

Ainsi l'objectif de mon stage est d'étudier les possibilités d'effectuer des observations de la couronne solaire en utilisant la Lune comme objet occultant.

Dans ce rapport, je vais détailler le travail que j'ai effectué et les conclusions et résultats auxquels je suis arrivé ainsi que les compétences acquises au cours du stage.

1.2 Institut de recherche

l'Institut national de recherche en informatique et en automatique (INRIA) est un laboratoire public de recherche. Il est implanté dans sur nombreux sites : Bordeaux, Grenoble, Lille, Lyon, Lorraine, Paris, Rennes, Saclay, Côte d'Azur et le Chesnay. J'ai effectué mon stage sur le site de Sophia Antipolis (Alpes Maritimes). Le laboratoire a été fondée en 1967 (il s'appelait alors seulement l'Institut de recherche en informatique et en automatique ou IRIA) dans le cadre de l'initiative du plan Calcul visant à s'assurer que la France conserve une indépendance en innovation informatique.

J'ai effectué mon stage au sein de l'équipe McTao qui est une équipe qui développe des méthode de contrôle optimal dans des système non linéaire.

2 Travail demandé

2.1 Objectif du stage

Le travail qui m'a été demandé durant ce stage regroupait plusieurs tâches : tout d'abord, étudier la géométrie de la zone d'observation au cours du temps (la zone d'observation étant la région où le soleil est caché par la lune mais où la couronne solaire reste visible). Ensuite il fallait, à partir de ces résultats, essayer de trouver des trajectoires permettant de traverser la zone d'observation de manière répété et ensuite de maximiser le temps d'observation.

Plusieurs corps célestes seront pris en compte dans l'étude de ce problème : Le Soleil, La Terre et la Lune. Il s'agit donc d'un problème à quatre corps (les trois énoncé plus tôt en plus du satellite). En physique un problème à n corps est un problème de dynamique dans lequel n corps sont pris en compte, chacun exerçant sur les autres des forces de gravité telles qu'elles sont décrites par Newton. Dans ce contexte il est presque impossible de trouver une trajectoire passive (sans contrôle) permettant de faire des observations répété (un problème de plus de 2 corps ne permet pas des orbites cycliques). Ainsi il est nécessaire d'ajouter un contrôle au système c'est à dire ajouter un système de propulsion au satellite pour lui permettre de modifier sa trajectoire. Il était initialement prévu d'utiliser une voile solaire comme méthode de propulsion mais il s'avérera plus pratique d'utiliser un moteur ionique.

Le but final du projet est de présenter un rapport rapportant tous les résultats et observations faits lors du stage ainsi que des programmes capables de calculer différentes valeurs utiles (zone d'observation, trajectoire de satellite ou contrôle de ce dernier).

2.2 Tâches

En résumé mon travail se répartit en plusieurs étapes décrite ci après:

- Calculer la géométrie de la zone d'observation;
- Trouver des trajectoires passives (sans contrôle) qui permettent des observations;
- Trouver des trajectoires actives (avec contrôle) qui permettent des observations répétés;
- Résumer tous les résultats dans un rapport en anglais.

Calculer la dynamique de la zone d'observation demande dans un premier temps d'étudier de la littérature scientifique en rapport avec ce sujet. Il faut ensuite mettre au point un bon modèle mathématique pour définir la géométrie de la zone d'observation ainsi qu'un modèle pour son déplacement. Pour cela il faudra trouver une méthode qui permet de déterminer si un objet est dans la zone d'observation.

L'étape suivante consiste à trouver des trajectoires passives (c'est à dire sans contrôle) traversant la zone d'observation. Pour cela il faut implémenter un programme qui simule la dynamique de l'objet ainsi qu'une méthode adapté pour évaluer des trajectoires qui permettent des observations. Cette étape permettra de déterminer la forme générale des observations intéressantes ce qui sera utile pour l'étape suivante.

Par la suite il faut ajouter un contrôle dans l'optique de maximiser le nombre d'observations. on utilisera la toolBox OptimalControl.jl développer en Julia

Pour finir il faut résumer tout le travail et tous les résultats obtenu dans un rapport rédigé en anglais ainsi que rendre les programmes informatiques produits lisibles et clairs pour le développement ultérieur du projet

3 Travail effectué

3.1 Analyse de la zone d'observation

Avant de commencer à travailler sur le problème, il fallait que j'en apprenne plus sur les notions du projet, j'ai donc lu divers articles qui m'ont été fourni :

- Un article sur une mission d'occultation solaire avec la Terre : Trajectory design of Earth-enabled Sun occultation missions —Nicolò Bernardini, Nicola Baresi, Roberto Armellin, Steve Eckersley, Sarah A. Matthews — 2022
- une thèse sur les voiles solaires : Contrôle optimal des voiles solaires — Alesia Herasimenka — 2023
- un cours sur la mécanique spatiale : An Introduction to the Mathematics and Methods of Astrodynamics, Revised Edition — Richard H. Battin — 1999
- un cours sur le contrôle optimal : An Introduction to Mathematical Optimal Control Theory — Lawrence C. Evans — 2008

J'ai ensuite analysé le déplacement de la zone d'observation de la Lune. J'ai utilisé des notions basiques de géométrie pour déterminer où se trouvait la zone d'observation de la Lune en fonction de la position de cette dernière.

La forme de la zone d'observation dépend de la taille de l'objet occultant (R_l) et du Soleil (R_s), de la distance entre le Soleil et l'objet (ici environ la distance Terre-Soleil soit environ 150 millions de km) ainsi que de la précision de l'observation. En effet plus on souhaite observer des parties de la couronne proche du soleil plus la zone d'observation sera réduite car il faudra être plus proche du point où le Soleil est exactement caché par l'astre occultant sans que cet astre cache la zone périphérique du soleil. Cette valeur est définie par un pourcentage du rayon solaire appelé α , une valeur de α de 5% par exemple signifie que l'on tolère que des parties de la couronne solaire étant à moins de 0.05 rayon solaire de la surface de celui-ci soit caché par l'astre occultant.

La forme de la zone d'observation est l'intersection de deux cônes : le cône dans lequel la couronne solaire est visible (en prenant en compte la tolérance α) et le cône dans lequel le soleil est caché.

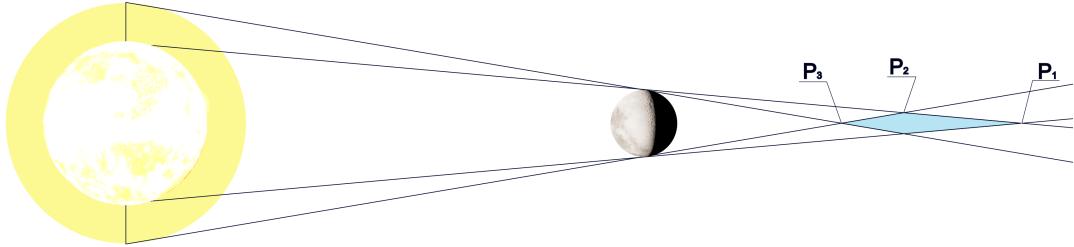


Figure 1: Géométrie de la zone d'observation

J'ai obtenu les formules suivantes pour les positions des points P_1 , P_2 et P_3 relativement à la Lune quand elle est à une distance D du Soleil comme illustré dans la figure 1. On parle également du principe que la Lune et le Soleil sont alignés le long de l'axe X.

$$P_{1x} = \frac{\bar{D}R_l}{R_s - R_l}$$

$$P_{3x} = \frac{\bar{D}R_l}{R_s(\alpha + 1) - R_l}$$

$$P_{2x} = \frac{P_{1x} \tan(\theta_1) + P_{3x} \tan(\theta_3)}{\tan(\theta_1) + \tan(\theta_3)}$$

$$P_{2y} = \tan(\theta_1)(P_{1x} - P_{2x})$$

avec

$$\theta_1 = \sin^{-1} \left(\frac{R_l}{P_{1x}} \right)$$

$$\theta_3 = \sin^{-1} \left(\frac{R_l}{P_{3x}} \right)$$

Afin d'économiser de la puissance de calcul, il est possible de ne pas avoir à recalculer de nouveau la position des points P_1 et P_3 si on connaît leur position en fixant la Lune à une position de référence (on appelle les points quand la Lune est dans cette position de référence \hat{P}_1 et \hat{P}_3).

A partir de ces valeurs il est possible de déterminer les positions exactes des points P_1 et P_3 qu'elle que soit la position de la Lune à l'aide simple produit en croix:

$$P_3 = r_l + \hat{P}_{3x} D^{-1} r_{ls}$$

$$P_1 = r_l + \hat{P}_{1x} D^{-1} r_{ls}$$

ici r_l et r_{ls} correspondent respectivement à la position de la Lune et la position de la Lune relativement au Soleil tandis que D représente la distance Soleil Lune quand la Lune est à sa position de référence .

La position réelle du point P_2 est approximée pour ne pas avoir à recalculer les angles θ_1 et θ_3 . J'ai choisi d'utiliser cette méthode approchée pour évaluer la zone d'observation pour essayer de réduire le coût de calcul. Cela permettra d'accélérer l'exécution du code qui sera implémenté plus tard car cette opération sera répétée extrêmement souvent.

En prenant D égal à la distance Terre soleil, j'ai calculé qu'on obtient une erreur de l'ordre de quelques centimètres sur la position du point P_{2y} ce qui est négligeable en comparaison de l'épaisseur de la zone d'observation.

Pour une valeur de α de 5% la zone d'observation à une longueur d'environ 18000 km pour une épaisseur d'environ 85 km. On peut ainsi voir que la zone d'observation est extrêmement fine.

Après avoir utilisé des outils graphiques pour visualiser clairement la forme de la zone d'observation et avoir déjà calculé à la main des candidats d'observation qui semblaient être intéressantes j'ai recherché une bonne méthode pour calculer des trajectoires.

Concernant la dynamique du système les états (positions et vitesses) de la Terre et de la Lune sont calculés dans un système à trois corps avec le Soleil fixé à l'origine. De cette manière on n'aura besoin de calculer les états de la Lune et de la Terre une unique fois au début du calcul. Une fois ce système résolu la dynamique du satellite est calculé avec les équations suivantes dans le référentiel du centre de gravité du système Terre-Lune :

$$\begin{bmatrix} \dot{\vec{r}}_s \\ \dot{\vec{v}}_s \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \vec{V}_s \\ G_m(r_s, r_l) + G_t(r_s, r_t) \end{bmatrix}$$

avec G_m et G_t respectivement la force de gravité lunaire et la force de gravité terrestre. Notez que la gravité solaire ne figure pas dans l'équation car on se place dans le référentiel du système Terre-Lune (bien qu'il faudrait techniquement prendre en compte la très légère variation de la force de gravité solaire). Dans cette équation le satellite n'a pas de contrôle car il ne peut pas à la fois observer et changer sa trajectoire.

3.2 Calcul des observations

Une fois cette étape théorique passée, j'ai implémenté le modèle dans Matlab ainsi qu'une méthode permettant de calculer le temps passé dans la zone d'observation en fonction d'une vitesse et position initiale situé dans la zone d'observation, De part la longueur importante de cette dernière, j'ai choisis de simplifier la position initiale du satellite par une ligne reliant les points P_1 et P_3 . La méthode permettant de calculer le temps passé dans la zone simule la dynamique du système avant et après la position initiale pour déterminer l'instant où l'objet entre dans la zone et l'instant où ce dernier en sort ce qui permet de calculer le temps d'observation. L'objectif du problème est de maximiser le temps passé dans la zone d'observation lors de cette observation uniquement. Ce choix a été fait car j'ai remarqué qu'il y avait quelques points précis qui permettaient des temps d'observation extrêmement long (plus de 15 heures) par rapport aux temps d'observation médian (quelques minutes) ce qui m'a fait penser qu'il serait sans doute inutile de chercher des orbites permettant plusieurs observations quand une seule de ces longues observations serait meilleure en tout point.

J'ai pu obtenir de premiers résultat consistant simplement à fixer tout les paramètres sauf un et d'afficher dans un graphe les variations causées. Ces résultats ont permis de mettre en évidence deux points de

l'orbite lunaire qui semblaient être assez intéressants pour effectuer des observations : ces deux points se situent aux moments où le Soleil, la Terre et la Lune forment un angle d'environ 60 degrés (j'ai nommé ces observations observation ascendante et observation descendante). Du point de vue de la Terre cela représente les moments où un tiers de la Lune est illuminé par le Soleil. le satellite se situerait aussi sur l'orbite de la Lune mais 60 degrés plus loin (le Soleil, la Terre et le satellite formeraient donc un angle de 120 degrés) mais se déplacerait dans la même direction que la Lune afin d'accompagner la zone d'observation (voir figure 2). Il faut noter cependant que ces résultats sont valables dans un modèle très simplifié (orbite lunaire ronde, soleil fixe, distance de la zone d'observation exactement égale au rayon de l'orbite lunaire etc...), les vrais résultats ont des orbites assez similaires mais de nombreux facteurs font que les valeurs optimales ne correspondent pas exactement à ce qui est énoncé ci dessus.

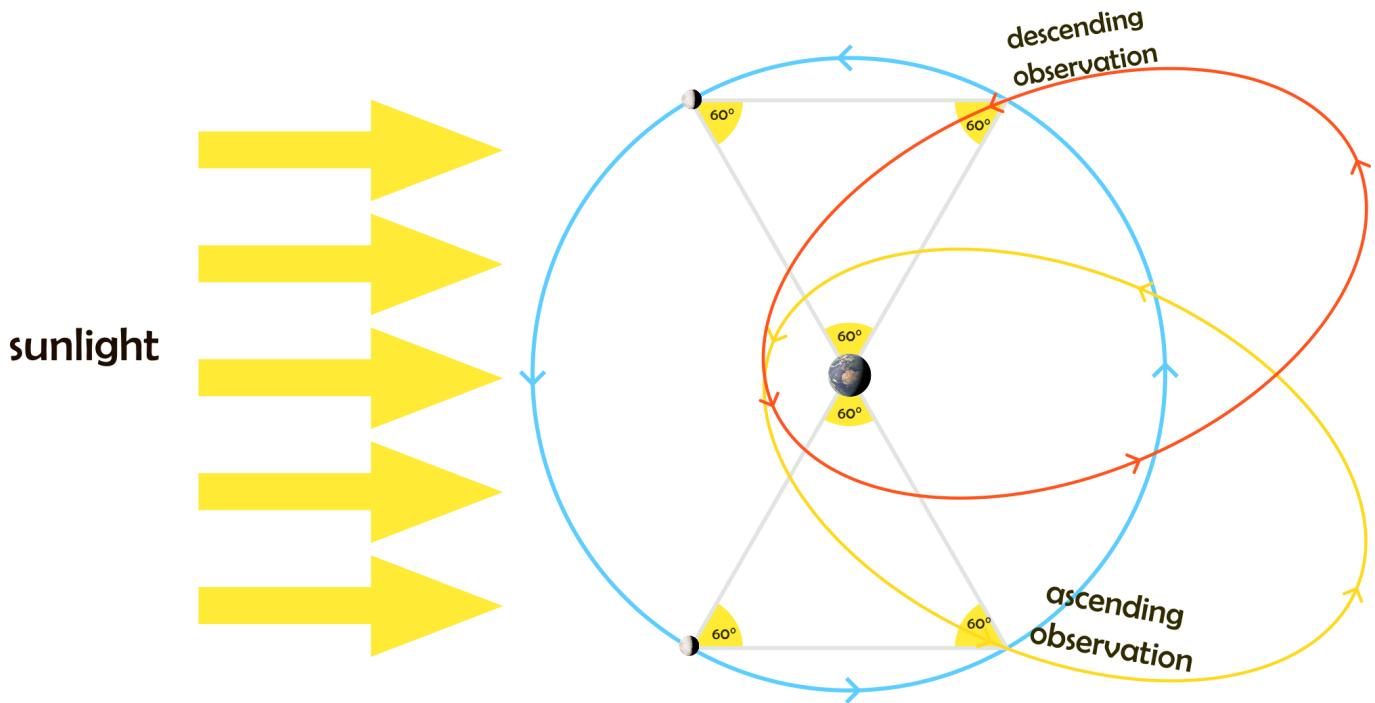


Figure 2: orbites keplériennes qui permettent de faire des observations aux points d'intérêt mentionné plus tôt

Au fur et à mesure que le projet a avancé, j'ai amélioré le modèle en prenant en compte de plus en plus de facteur comme l'excentricité et l'inclinaison de l'orbite de la Lune, la gravité de la Lune qui influence la dynamique du satellite ainsi que les variations de l'orbite de la Lune et de la Terre causé par l'influence gravitationnelle du Soleil sur le système Terre-Lune (voir figure 3).

Aux termes du projet, le code MATLAB que j'ai réalisé avait d'une longueur approximativement 600 lignes et effectuait plusieurs opérations qui sont listées ci dessous:

- Simuler la dynamique du système à trois corps Soleil-Lune-Terre (l'influence de du système Terre-Lune sur le soleil est négligé);
- obtenir des approximation des emplacements des observations optimales dans le but de trouver de bonnes conditions initiales à l'aide d'un modèle simplifié;
- optimiser les observations optimales pour chaque minimum trouvé à l'étape précédente

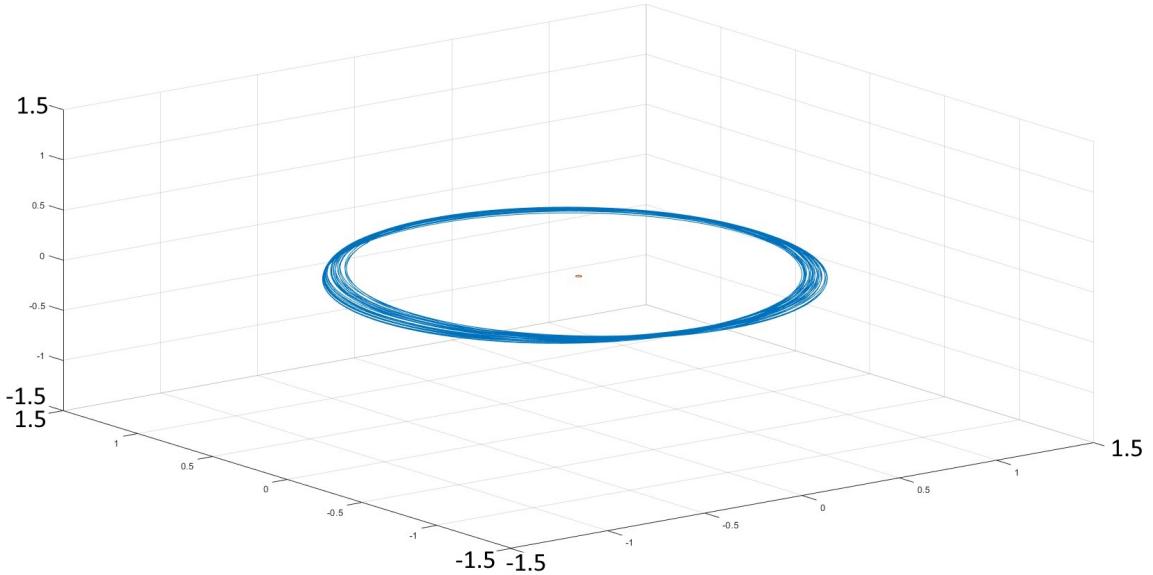


Figure 3: variation de l'orbite lunaire sur 2 ans

- obtenir des images graphiques et des fichiers csv contenant les données.

Le code à besoin en entrée de multiples informations sur la dynamique du problème dont la plupart des facteurs sont fournis directement dans le code. La partie venant de l'extérieur du code sont les positions et vitesses initiales du soleil de la Lune et de La Terre ainsi que quelques informations sur le nombre d'observations qu'il faut récupérer. Ce code pourrait être facilement adapté en une librairie qui pourra être ensuite incorporé dans des outils plus avancés par d'autres utilisateurs. Ce travail permis de confirmer l'intérêt des deux points de l'orbite lunaire qui semblait être les plus intéressants avec des temps d'observation situé entre 15 et 25 heures. En sachant qu'il y a deux observations de ce type pour chaque période synodique lunaire (environ 29.53 jours), cela permettrait de faire des observations pendant environ 2.8% du temps (ou 1.4% du temps en n'en faisant qu'une sur deux) de la mission ce qui est bien mieux que ce que l'on peut faire sur Terre (une observation de 10 minutes tout les 18 mois en moyenne soit environ 0.0015% du temps).

Le fait que les temps d'observation soit bien plus long aux points spécifiques où le satellite est lancé depuis la zone d'observation à la même vitesse que cette dernière m'a poussé à faire un test dans lequel le satellite est toujours lancé à la même vitesse que la zone d'observation sans se soucier de sa période. Ce test à bien confirmé que les 2 observations trouvé précédemment sont parmi les plus efficaces mais a permis de mettre en évidence un *3^{eme}* point de l'orbite lunaire aux alentour de 0° (càd quand le Soleil, la Terre et la Lune sont alignés dans cette ordre). Cependant, cette troisième trajectoire n'est pas idéale car, en plus ne pas avoir une période similaire à celle de la lune, l'observation a lieu à proximité de la zone d'ombre de la Terre ce qui rendrait l'observation impossible si la zone d'observation traversait l'ombre de la Terre. De plus, l'excentricité de l'orbite associée à cette trajectoire est aux alentour de 1 ce qui implique que le satellite pourrait facilement quitter le système Terre Lune ce qui pourrait être un problème en plus d'impliquer une énergie de mise en orbite initiale bien plus importante, c'est pourquoi cette observation n'a pas été étudiée dans l'étape suivante.

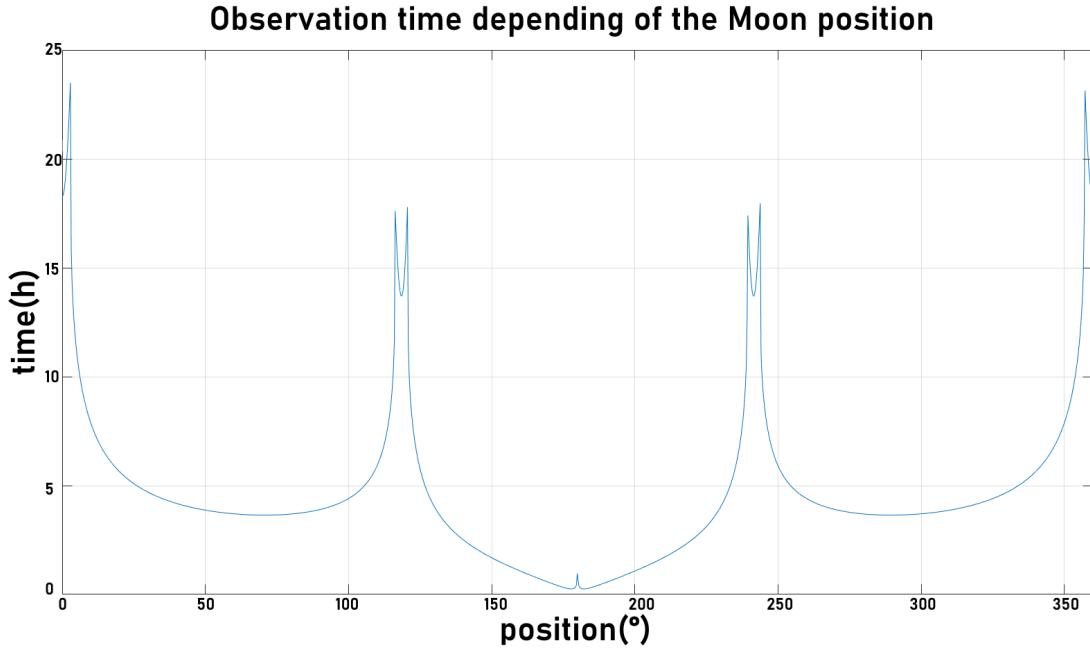


Figure 4: temps d’observation en fonction de la l’angle entre l’axe X et la position de la Lune. La Terre est à l’origine et le soleil se situe à environ -150 million de km le long de l’axe X.

3.3 Contrôle optimal

L’étape suivante consistait à calculer la trajectoire du satellite pour joindre les différentes observations. Pour cela j’ai utilisé une librairie en Julia permettant de résoudre des problèmes de contrôle optimal, l’idée était de calculer tous les transferts possibles entre différentes observations.

On utilise la même méthode que précédemment pour calculer la position de la Terre et de la Lune, cependant on ajoute un contrôle à la dynamique du satellite ainsi qu’un paramètre supplémentaire pour la masse :

L’état initial du satellite est fixé et l’état final l’est également à l’exception de la masse qui est laissé libre (mais contrainte supérieure aux chargements du satellite). Les temps de départ et d’arrivée sont également fixés. L’objectif est de minimiser le contrôle. Pour cela on définit le problème de contrôle optimal suivant :

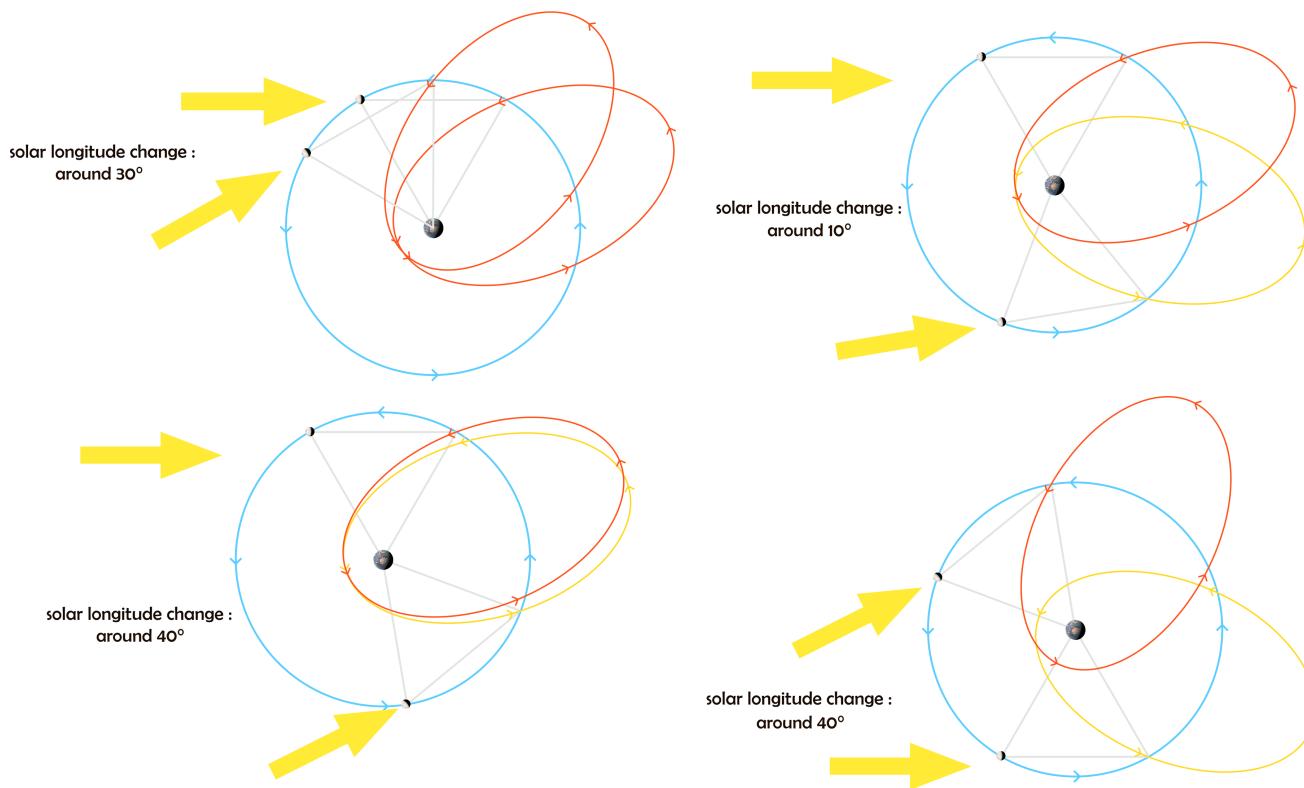
$$\dot{x} = \begin{bmatrix} \dot{\vec{R}_s} \\ \dot{\vec{V}_s} \\ \dot{m}_s \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \vec{V}_s \\ G_m(R_s, R_m) + G_t(R_s, R_t) + u \frac{M_t}{m} \\ -Q \|u\| \end{bmatrix}$$

$$x(t_0) = \begin{bmatrix} r_0 \\ v_0 \\ m_i \end{bmatrix}$$

$$x(t_f) = \begin{bmatrix} r_f \\ v_f \\ m_f \end{bmatrix}$$

$$\min_u C = \int_{t_0}^{t_f} \frac{1}{2} \|u\|^2 dt$$

Voici ci dessous quelques schémas illustrant les liens entre les orbites de départ et d'arrivé étudiés, le transfert entre une observation descendante à ascendante (en haut à droite) demande de trop grand changement d'orbite en un temps trop court (environ 10 jours) la rendant infaisable. Le passage d'une observation descendante à une observation ascendante en sautant un mois (en bas à gauche) est très facile car les orbites se retrouvent quasiment alignées et laissent plus de temps pour effectuer le transfert (environ 40 jours). Cependant le transfert inverse (en bas à droite) demande au contraire plus d'énergie car les orbites se sont encore plus éloignés au lieu de se rapprocher. De manière générale les transferts entre deux observations du même type demandent une quantité relativement faible d'énergie.



Les accélérations maximales nécessaires pour ces transferts (de l'ordre de 10^{-4} m/s 2) se sont avérés trop élevés pour des voiles solaires (qui ne peuvent délivrer que des accélérations de l'ordre de 10^{-5} m/s 2), c'est à partir de ce moment là que l'option des voiles solaires a été écartée au profit des moteurs ioniques.

Concernant les transferts, j'ai effectué une analyse des résultats qui m'ont permis de sélectionner 2 scénarios possibles de mission dans lesquels un satellite effectue une observation sur 2 en utilisant une poussée faible.

Suite à ces premiers calculs j'ai mis à jour le programme pour prendre en compte l'équation de la masse, j'ai utilisé comme moteur d'exemple le RIT-10 evo. Ce nouveau code a ensuite été raffiné pour effectuer les opérations suivantes :

- simuler la dynamique du système à trois corps Soleil Lune Terre (l'influence de du système Terre-Lune sur le soleil est négligé);
- définir et résoudre un modèle de contrôle optimal de transfert avec bord fixé en minimisant l'énergie

dépensée pour chaque transferts des deux scénario sélectionné.

- écrire les résultats dans des fichiers csv.

3.4 Analyse des résultats

Pour finir j'ai du rédiger un rapport (pas ce rapport ci) qui résumait ma démarche de recherche en détail. L'objectif est d'utiliser ce rapport pour en faire potentiellement une publication scientifique.

Ce rapport devait être rédiger intégralement en anglais.

Voici les conclusions auxquelles je suis arrivé et que j'ai consigné dans le rapport:

Concernant les observations, il y a trois point de l'orbite lunaire qui permettent des observations de plusieurs heures. Il y a tout d'abord deux observations symétriques se produisant lorsque le Soleil, la Terre et la Lune forment un angles d'environ 60 degrés (observations que j'ai appelé observation ascendante et observation descendante). Ensuite il y a également une observation se produisant lorsque le Soleil, la Terre et la Lune sont aligné. Cette dernière observations à été écarté car elle présentait des désavantage par rapport au deux autres bien qu'elle semble permettre des observations plus longues de quelques heures.

Concernant les changements de trajectoire, il semble que la quantité d'énergie nécessaire pour effectuer un transfert soit proportionnelle du décalage que les orbites associées aux observations. Décalage majoritairement causé de par la rotation de la Terre autour du Soleil. Rotation qui augmente à peu près linéairement avec le temps. Cela veut dire la puissance que devra délivrer le vaisseau sera environ la même quelle que soit la quantité d'observations effectuées (sauf si l'on fait extrêmement peu d'observations).

Par rapport au scénario de mission, il s'est avéré que la puissance nécessaire pour effectuer un nombre satisfaisant d'observation était trop élevé pour une voile solaire. Cependant, cette puissance était suffisamment faible pour un moteur ionique. C'est ainsi que je suis arrivé à la conclusion d'effectuer une observation sur deux en utilisant un moteur ionique ce qui permettra une mission d'une durée pouvant aller jusqu'à 5 ans en supposant que le carburant est la seule contrainte sur la durée de la mission.

transfert entre deux observations

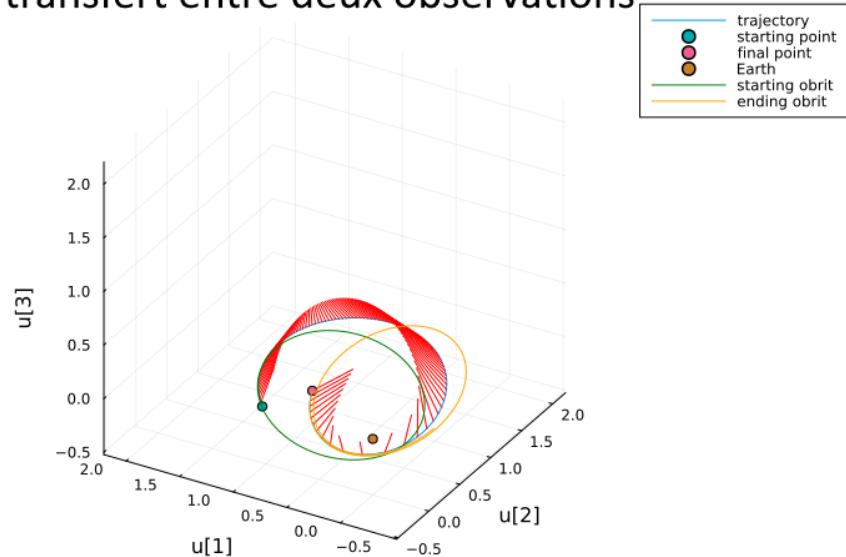


Figure 5: Trajectoire typique suivie par le satellite lors d'un transfert entre deux

tous les transferts des observations descendantes

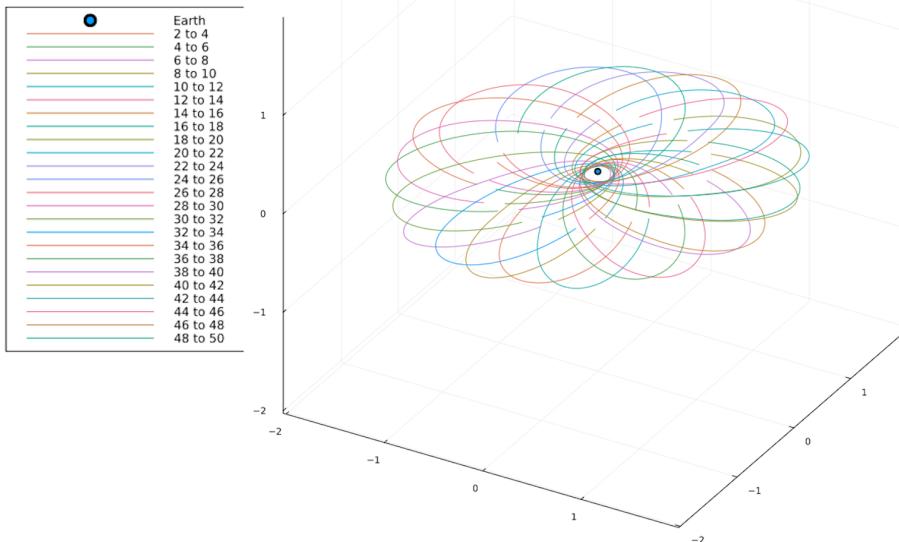


Figure 6: L'intégralité des transferts de l'un des deux scénarios possibles pour une mission de 2 ans allant de janvier 2025 à janvier 2027

4 Conclusion

4.1 Compétences acquises

Pour conclure ce stage m'a permis d'obtenir de nombreuses compétences. J'ai eu l'occasion de maîtriser les bases du contrôle optimal. Ce stage m'a également permis de mettre en application ces connaissances en utilisant une librairie permettant de résoudre des problèmes de ce type.

J'ai également renforcé mes compétences en programmation en apprenant un nouveau langage de programmation : le Julia qui est un langage utilisé en recherche pour le calcul scientifique et la résolution numérique de problèmes. J'ai également grandement amélioré mes connaissances dans le langage de programmation Matlab qui est lui aussi un langage utilisé pour la résolution numérique de problèmes.

Le fait de programmer en deux langages différent m'a contraint à faire transiter les résultats d'un programme à l'autre en utilisant des fichiers csv ce qui m'a permis de faire des applications plus propres et à renforcé mes capacités à créer des codes pouvant être inclus et utilisés dans d'autres applications que celles pour lesquelles ils avaient été initialement programmés.

J'ai également eu l'occasion d'écrire un compte-rendu de projet intégralement en Anglais ce qui, en plus de renforcer mes compétences en Anglais, m'a permis de devenir plus doué dans la rédaction de rapports scientifiques en vue de publication.

4.2 Travail réalisé

Durant ce stage j'ai produit de nombreux résultat qui pourront être réutilisé par d'autres personnes à l'avenir.

Premièrement j'ai produits deux programme, un programme réalisé avec le langage MATLAB qui calcule toutes les observations faisable sur un intervalle de temps, ce programme prends en entrée plusieurs fichiers CSV contenant des paramètres sur le code à exécuter ainsi que les positions initiales de la Terre la Lune et le Soleil. Ce code produit comme résultat plusieurs ficheirs CSV correspondant aux temps de départ, et de fin d'observation ainsi que les positions et vitesses qu'auraient un objet effectuant ces observations à l'entrée et la sortie de la zone d'observation.

J'ai également produit un code en Julia qui prends en entrée les résultats du code précédent (dans le même format de fichier) et calcule des trajectoire avec contrôle qui permettent de relier des observations. ce programme donne en sortie de nombreuses données de résultats sous le format CSV.

Ces deux programmes donnent aussi chacun des graphiques et des images qui permettent d'avoir un support visuel des résultats.

4.3 Possibilités pour aller plus loin

Pour continuer le projet il faudrait continuer à explorer les possibilités pour des missions d'observations de la Lune en essayant d'améliorer mes codes, il serait aussi intéressant d'étudier des possibilités que j'ai décidé de laisser de côté comme la troisième observation qui pourrait peut être fournir des scénario viable avec une voile solaire. Il faudrait aussi prendre du temps pour vérifier certaines des observations que j'ai faites durant ce stage, il serait donc utile de faire de nombreux tests, comparatifs et vérifications qui permettront certainement permis de mieux comprendre les variables importantes du problème, voire d'expliquer ce qui cause justifie que les observation ascendante et observation descendante donnent des temps d'observations si élevés en comparaison des autres observations possibles, ce qui pourrait permettre de créer un modèle simplifié plus efficace que celui utilisé actuellement.

5 Glossaire

Glossary

contrôle dans un problème de contrôle optimal le contrôle est une fonction qui dépend de l'état et du temps qui influence la dynamique d'un système, dans le cadre de ce stage, le contrôle est une fonction qui indique un vecteur 3D en fonction du temps correspondant à la poussée du satellite. 4

coronographe un télescope équipé d'un disque opaque cachant la partie la plus lumineuse de l'objet observé permettant d'observer les détails les moins lumineux, utilisé majoritairement pour observer la couronne solaire d'où son nom. 3

couronne solaire l'atmosphère du soleil. 3

observation correspond à une trajectoire passive (sans contrôle) durant laquelle l'objet se situe dans la zone d'observation, une observation commence lorsque l'objet entre dans la zone et s'arrête quand il en sort. 4, 5

observation ascendante observation type assez longue ayant lieu entre le premier croissant et le premier quartier de la Lune, durant l'observation l'objet s'éloigne de la Terre.. 5, 8, 9

observation descendante observation type assez longue ayant lieu entre le dernier quartier et le dernier croissant de la Lune, durant l'observation l'objet se rapproche de la Terre.. 5, 8, 9

voile solaire une méthode de propulsion expérimentale utilisant la pression solaire pour avancer, génère des forces extrêmement faibles mais ne coûte pas de carburant. 3

zone d'observation région dans laquelle le soleil est intégralement caché pas l'astre occultant mais où l'intégralité de la couronne (avec une certaine tolérance sur les parties les plus proches de la surface) est visible, ici l'astre occultant sera toujours la Lune. 4, 5