# Transferts interplanétaires à faible consommation utilisant les propriétés du problème restreint des trois corps

### Maxime Снирім

sous la direction de Max Cerf, Thomas Haberkorn, Emmanuel Trélat

### Soutenance de thèse

19 Octobre 2016







À la mémoire de Philippe AUGROS, grâce à qui cette thèse a été possible, et qui nous a quittés bien trop tôt.

#### NASA/Caltech



# Plan de la présentation

### Le problème des trois corps (circulaire restreint)

*Orbites de Lyapunov/Halo — Les variétés invariantes — Construction de missions spatiales* 

#### Transfert en poussée faible entre deux variétés

Modélisation du problème — Problème de contrôle optimal — Méthodes indirectes — Méthodes de continuation — Algorithme

### Missions entre orbites autour des points de Lagrange

*La mission Lyapunov vers Lyapunov — Initialisation d'un tir multiple — Mission entre orbites d'énergies différentes* 

# Problème des 3 corps

- ▶ Un satellite *P* de masse *m* négligeable
- 2 primaires  $P_1$  et  $P_2$  en rotation circulaire autour de leur centre de masse
- Leurs masses respectives :  $M_1$  et  $M_2$

$$m\frac{\mathrm{d}^{2}\boldsymbol{R}}{\mathrm{d}t^{2}} = -GM_{1}m\frac{\boldsymbol{R}_{13}}{R_{13}^{3}} - GM_{2}m\frac{\boldsymbol{R}_{23}}{R_{23}^{3}}$$

- Normalisation du système :
  - distance  $d' = l_* d$ temps  $t' = \frac{t_*}{2\pi} t$ vitesse  $s' = v_* s$

#### Le paramètre de masse :

$$\mu = \frac{M_2}{M_1 + M_2}$$



- Système de coordonnées tournant dans lequel les deux primaires sont fixes (le long de l'axe (Ox))
- Problème circulaire restreint des trois corps (CR3BP)

## Système dynamique

### 🔊 Dynamique

$$\begin{cases} \dot{x}_1 = x_4 \\ \dot{x}_2 = x_5 \\ \dot{x}_3 = x_6 \\ \dot{x}_4 = x_1 + 2x_5 - (1-\mu)\frac{x_1 + \mu}{r_{13}^3} - \mu \frac{x_1 - 1 + \mu}{r_{23}^3} \\ \dot{x}_5 = x_2 - 2x_4 - (1-\mu)\frac{x_2}{r_{13}^3} - \mu \frac{x_2}{r_{23}^3} \\ \dot{x}_6 = -(1-\mu)\frac{x_3}{r_{13}^3} - \mu \frac{x_3}{r_{23}^3} \end{cases}$$

► État :

$$\xi = (x, y, z, \dot{x}, \dot{y}, \dot{z})^T = (x_1, x_2, x_3, x_4, x_5, x_6)^T$$

et

$$r_{13} = \sqrt{(x_1 - x_1^0)^2 + x_2^2 + x_3^2}$$
 et  $r_{23} = \sqrt{(x_1 - x_2^0)^2 + x_2^2 + x_3^2}$ 

les distances respectives entre le satellite P et les primaires  $P_1$  et  $P_2$ 

► Système hamiltonien, avec son potentiel noté U ► Notation :  $\dot{\xi} = F_0(\xi)$ 

## Points de LAGRANGE



# **Orbites périodiques**

### Théorème de Lyapunov-Poincaré

Soit  $\dot{x} = H(x)$  un système hamiltonien de  $\mathbb{R}^{2n}$ ,  $x_0$  une position d'équilibre identifiée à 0, et  $A = \partial_x H(0)$  la matrice du système linéarisé. On suppose que le spectre de A est de la forme  $\sigma(A) = \{\pm i\omega, \lambda_3, \dots, \lambda_{2n}\}$ , où  $\omega > 0$ .

Si  $\lambda_j/i\omega \notin \mathbb{Z}$  pour un  $j \in [[3, 2n]]$ , alors il existe une famille d'orbites périodiques issues de 0 à un paramètre. De plus en tendant vers 0, les périodes convergent vers  $2\pi/\omega$  et les exposants caractéristiques vers  $\exp(2\pi\lambda_j/\omega)$ ,  $j \in [[3, 2n]]$ .



Π

## Orbites de Lyapunov



Il existe un tξ tels que :

$$\begin{array}{l} x(0) = x_0, \\ y(0) = 0, \\ \dot{x}(0) = 0, \\ \dot{y}(0) = \dot{y}_0, \end{array} \mbox{ et } \begin{cases} x(t_{\xi}/2) = x_1, \\ y(t_{\xi}/2) = 0, \\ \dot{x}(t_{\xi}/2) = 0, \\ \dot{y}(t_{\xi}/2) = \dot{y}_1. \end{cases}$$

▶ On fixe *x*<sub>0</sub>, on définit la fonction de tir :

$$\implies \mathcal{S}_{L}(t_{\xi}, \dot{y}_{0}) = \begin{pmatrix} \phi_{2}(t_{\xi}/2, \xi_{0}) \\ \phi_{3}(t_{\xi}/2, \xi_{0}) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \text{ où } \xi_{0} = (x_{0}, 0, 0, \dot{y}_{0}).$$

# Famille d'orbites de LYAPUNOV

- Méthode de continuation : une famille de problèmes  $\mathcal{P}_{\lambda}$ , telle que  $\mathcal{P}_0$  est *facile* à résoudre, et  $\mathcal{P}_1$  est le problème qu'on cherche à résoudre
- ► Discrétisation de  $\lambda$ , initialisation de  $\mathcal{P}_{\lambda_i}$ avec la solution de  $\mathcal{P}_{\lambda_{i-1}}$
- ▶ On a une orbite d'une certaine énergie E<sub>0</sub>
   et on veut une orbite d'énergie E<sub>1</sub>

#### Continuation :

On définit  $\mathcal{E}(\xi_0)$  l'énergie de la trajectoire libre passant par  $\xi_0 = (x_0, 0, 0, \dot{y}_0)$  et

$$\mathcal{E}_{\lambda} = (1 - \lambda)\mathcal{E}_0 + \lambda\mathcal{E}_1$$

On cherche  $(t_{\xi}, x_0, \dot{y}_0)$  tel que

$$\mathcal{P}_{\lambda}^{\mathcal{E}}: \quad \mathcal{S}_{\mathcal{E}}^{\lambda}(t_{\xi}, x_0, \dot{y}_0) = \begin{pmatrix} \phi_2(t_{\xi}/2, \xi_0) \\ \phi_3(t_{\xi}/2, \xi_0) \\ \mathcal{E}(\xi_0) - \mathcal{E}_{\lambda} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}.$$



### Variétés invariantes

► Définition : Une variété invariante *stable* (resp. *instable*) d'une orbite périodique est l'ensemble des points de l'espace des phases dont les semi-orbites futures (resp. passées) *convergent* vers l'orbite périodique (asymptotiquement). [Koon *et al.*, 06]



- $\bar{\xi}(\cdot)$  solution périodique de période *T*
- La matrice de monodromie *M* au point  $\overline{\xi}_0 : M = \frac{\partial \phi(T; \overline{\xi}_0)}{\partial \xi_0}$ , valeurs propres :  $\lambda_1 > 1, \ \lambda_2 = \frac{1}{\lambda_1}, \ \lambda_3 = \lambda_4 = 1, \lambda_5 = \overline{\lambda_6}$

Approximation linéaire,  $\alpha > 0$ , intègre en temps futur et passé le point perturbé de l'orbite :

 $\begin{aligned} \xi^{s\pm}(\xi_0) &= \xi_0 \pm \alpha Y^s(\xi_0), \quad Y^s(\xi_0) \text{ vecteur propre stable} \\ \xi^{u\pm}(\xi_0) &= \xi_0 \pm \alpha Y^u(\xi_0), \quad Y^u(\xi_0) \text{ vecteur propre instable} \end{aligned}$ 

### Variétés invariantes



# Plan de la présentation

Le problème des trois corps (circulaire restreint)

*Orbites de Lyapunov/Halo — Les variétés invariantes — Construction de missions spatiales* 

### Transfert en poussée faible entre deux variétés

Modélisation du problème — Problème de contrôle optimal — Méthodes indirectes — Méthodes de continuation — Algorithme

Missions entre orbites autour des points de Lagrange

*La mission Lyapunov vers Lyapunov — Initialisation d'un tir multiple — Mission entre orbites d'énergies différentes* 

# Système Terre-Lune



# **Transfert impulsionnel**



## Modélisation

#### Dynamique contrôlée :

$$\begin{cases} \dot{x} = F_0(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^3 u_i F_i(x), & F_1 = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, F_2 = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \text{ et } F_3 = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

où  $u(\cdot) \in \mathbb{R}^3$ ,  $||u|| \leq 1$ ,  $\epsilon$  est la poussée maximale,  $\beta_*$  est une constante modélisant la poussée du moteur

- La contrôlabilité restreinte à un ensemble d'énergies (entre celle de  $L_1$  et  $L_2$ ) est démontrée (arguments géométriques) [Caillau, Daoud, 12]
- Bonne intuition quant à la contrôlabilité sur le CR3BP complet

# Le problème



$$\mathcal{P}_{m_f} \begin{cases} C_{m_f}(u) = \max m(t_f) \Leftrightarrow \min \int_0^{t_f} \|u\| \, \mathrm{d}t \\ \dot{x} = F_0(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^3 u_i F_i(x), \\ \dot{m} = -\beta_* \epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_0^*, m(0) = m_0^*, \text{ et } x(t_f) = \xi_1^* \end{cases}$$

# Théorie du contrôle optimal

- Le principe du maximum de Pontryagin donne une condition nécessaire d'optimalité
- État adjoint  $(p^0, p, p_m) = (p^0, p_x, p_v, p_m)$
- Hamiltonien ( $H_i = \langle F_i(x), p \rangle$ )

$$\mathcal{H}(x,m,u,p^0,p,p_m) = (p^0 - \beta_* \epsilon p_m) \|u\| + H_0 + u_1 \frac{\epsilon}{m} H_1 + u_2 \frac{\epsilon}{m} H_2 + u_3 \frac{\epsilon}{m} H_3,$$

$$\dot{x} = \frac{\partial \mathcal{H}}{\partial p}(x, u, p), \quad \dot{p} = -\frac{\partial \mathcal{H}}{\partial x}(x, u, p), \quad u(t) = \operatorname{argmax}_{\|v\| \leq 1} \mathcal{H}(x, m, v, p^0, p, p_m)$$

- Structure du contrôle, cas normal :  $p^0 = -1$
- Fonction de commutation :  $\psi(x, m, p, p_m) = 1 \beta_* \epsilon p_m \frac{\epsilon}{m} ||p_v||$
- Le contrôle est alors bang-bang : 0 ou  $\frac{p_{p}}{\|p_{v}\|}$

- ► *u* fonction de  $(x, m, p, p_m)$ . PMP  $\rightarrow$  écriture du problème en fonction de tir
- Conditions de transversalités :  $p_m(t_f) = 0$
- $(p(0), p_m(0))?$
- Résolution numérique par méthode indirecte



$$\mathcal{P}_{L^{1}} \begin{cases} C_{m_{f}}(u) = \int_{0}^{t_{f}} \|u\| \, \mathrm{d}t \to \min, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{3} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*}, m(0) = m_{0}^{*}, \\ \mathrm{et} x(t_{f}) = \xi_{1}^{*} \end{cases} \Longrightarrow \begin{pmatrix} \mathcal{S}(p(0), p_{m}(0)) = \\ \phi_{1,\ldots,6}^{\mathrm{ext}}(t_{f}, \xi_{0}^{*}, m_{0}^{*}, p(0), p_{m}(0)) - \xi_{1}^{*} \\ \phi_{14}^{\mathrm{ext}}(t_{f}, \xi_{0}^{*}, m_{0}^{*}, p(0), p_{m}(0)) \end{cases}$$

# Continuation sur le coût

- Contrôle bang-bang : difficultés numériques
- Minimisation de la norme L<sup>2</sup> du contrôle : contrôle continu
- ► Résoudre d'abord le problème avec la norme *L*<sup>2</sup>



$$\mathcal{P}_{C_{\lambda}} \left\{ \begin{array}{l} C_{\lambda}(u) = \int_{0}^{t_{f}} \left( (1-\lambda) \|u\|^{2} + \lambda \|u\| \right) \, \mathrm{d}t \to \min \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{3} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*}, m(0) = m_{0}^{*}, \text{ et } x(t_{f}) = \xi_{1}^{*} \end{array} \right.$$

# Continuation sur l'état final

• Minimisation de la norme  $L^2$  du contrôle

► Propagation de  $\xi_0^*$  pendant  $t_f$  en suivant la dynamique naturelle

$$\xi_1^{\mathsf{nat}} = \phi^{\mathsf{nat}}(t_f, \xi_0^*)$$



$$\mathcal{P}_{FS}^{\lambda} \begin{cases} C_{L^{2}}(u) = \int_{0}^{t_{f}} ||u||^{2} dt \to \min, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{3} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon ||u||, \\ ||u|| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*}, m(0) = m_{0}^{*}, \\ \text{et } x(t_{f}) = (1 - \lambda)\xi_{1}^{\text{nat}} + \lambda\xi_{1}^{*} \end{cases} \xrightarrow{\mathcal{S}_{FS}^{\lambda}(p(0), p_{m}(0)) = \\ \Leftrightarrow \begin{pmatrix} \phi_{1,...,6}^{\text{ext}}(t_{f}, \xi_{0}^{*}, m_{0}^{*}, p(0), p_{m}(0)) - \xi_{1}^{\lambda} \\ \phi_{14}^{\text{ext}}(t_{f}, \xi_{0}^{*}, m_{0}^{*}, p(0), p_{m}(0)) \end{pmatrix}$$

# Continuation sur la poussée maximale

- Augmentation du cône d'accessibilité
- Augmentation de la région de convergence du NEWTON
- Poussée maximale

 $\epsilon_{\lambda} = (1 - \lambda)\epsilon_{\text{init}} + \lambda\epsilon_{\text{obj}}$ 





$$\mathcal{P}_{\text{thrust}}^{\lambda} \left\{ \begin{array}{l} C_{L^{2}}(u) = \int_{0}^{t_{f}} \|u\|^{2} \, \mathrm{d}t \to \min, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon_{\lambda}}{m} \sum_{i=1}^{3} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon_{\lambda} \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*}, m(0) = m_{0}^{*}, \text{ et } x(t_{f}) = \xi \end{array} \right.$$

# Algorithme (simplifié)



### **Application Terre-Lune**

0

0

1

0.5

t (normalized)



0.5

t (normalized)

0.2

0

0

0

0.5

t (normalized)

23/43

# Paramètre de temps t<sub>f</sub>

- Minimisation de la consommation  $\Rightarrow t_f$  fixé
- Paramètre de temps crucial
- Fitude numérique (à poussée maximale fixée) de ce paramètre : choix de  $t_f = t_{\mathcal{A}_0} + t_{\mathcal{A}_1}$

#### En temps « long »

Bifurcation après un intervalle de temps où l'algorithme échoue



# Paramètre de temps t<sub>f</sub>

#### En temps « court »

Convergence vers le transfert impulsionnel?

$$\eta_i = \left\| \int_0^{t_f^i} \epsilon_* \frac{\|u(t)\|}{m(t)} \mathrm{d}t - \Delta V \right\|,$$

où  $\Delta V$  est défini par

$$\Delta V = \left\| \boldsymbol{v}_0^U - \boldsymbol{v}_1^U \right\|$$



# Plan de la présentation

Le problème des trois corps (circulaire restreint)

*Orbites de Lyapunov/Halo — Les variétés invariantes — Construction de missions spatiales* 

> Transfert en poussée faible entre deux variétés

Modélisation du problème — Problème de contrôle optimal — Méthodes indirectes — Méthodes de continuation — Algorithme

### Missions entre orbites autour des points de Lagrange

La mission Lyapunov vers Lyapunov — Initialisation d'un tir multiple — Mission entre orbites d'énergies différentes

### LYAPUNOV VERS LYAPUNOV



Ň.

## **Orbite hétérocline**



# Transfert Lya $_1$ vers Het



# Transfert Lya $_1$ vers Het



### **Transfert Het vers Lya**<sub>2</sub>



### **Trajectoire admissible**



# Tir multiple

 $t_{tot} = t_0 + t_1 + t_2$ Fonction de tir :  $\mathcal{P}_{\text{tot}} \begin{cases} C_{\text{tot}} = \min \int_{0}^{t_{\text{tot}}} ||u||^{2} \, \mathrm{d}t, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i} F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*} \epsilon ||u||, \\ ||u|| \leq 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*} \in \mathsf{Lya}_{1}, \ m(0) = m_{0}^{*}, \\ x(t_{\text{tot}}) = \xi_{3}^{*} \in \mathsf{Lya}_{2} \end{cases}$  $S_{tot}(p(0), p_m(0)) =$  $\begin{pmatrix} \phi_{1,\ldots,4}^{\mathsf{ext}}(t_{\mathsf{tot}},\xi_0^*,m_0^*,p(0),p_m(0))-\xi_3^*\\ \phi_{10}^{\mathsf{ext}}(t_{\mathsf{tot}},\xi_0^*,m_0^*,p(0),p_m(0)) \end{pmatrix}$ Initialisation? ▶ Nœuds sur l'hétérocline  $(\xi_1^*, \xi_2^*)$ ► Fonction de tir multiple :  $\mathcal{S}_{\text{multi}}(Z) = \begin{pmatrix} \phi_{1,...,5}^{\text{ext}}(t_{0},\xi_{0}^{*},m_{0}^{*},P_{0}) - X_{1} \\ \phi_{6,...,10}^{\text{ext}}(t_{0},\xi_{0}^{*},m_{0}^{*},P_{0}) - P_{1} \\ \phi_{1,...,5}^{\text{ext}}(t_{1},X_{1},P_{1}) - X_{2} \\ \phi_{6,...,10}^{\text{ext}}(t_{1},X_{1},P_{1}) - P_{2} \\ \phi_{6,...,10}^{\text{ext}}(t_{2},X_{2},P_{2}) - \xi_{3}^{*} \\ \phi_{10}^{\text{ext}}(t_{2},X_{2},P_{2}) \end{pmatrix}.$  $X_1 = (\xi_1^*, m_1^*)$  $X_2 = (\xi_2^*, m_2^*)$  $\xi_3^*$  $(\xi_0^*, m_0^*)$ États adjoints initialisés avec les calculs précédents et  $(p_1^*, p_m^{1*}) = 0$ 

### Trajectoire en un bout



### Contrôle associé



Contrôle tout au long de la trajectoire

### **Optimisation des points terminaux**

▶ Conditions de transversalité pour  $x(0) \in Lya_1$  et  $x(t_f) \in Lya_2$  sont :

 $\langle p(0), F_0(x(0)) \rangle = 0$  et  $\langle p(t_f), F_0(x(t_f)) \rangle = 0$ 



### Contrôle associé



### **Résultats numériques**

$$\mathcal{P}_{\text{tot}} \begin{cases} C_{\text{tot}} = \min \int_{0}^{t_{\text{tot}}} \|u\|^{2} \, \mathrm{d}t, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i} F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*} \epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*} \in \mathsf{Lya}_{1}, \ m(0) = m_{0}^{*}, \\ x(t_{\text{tot}}) = \xi_{3}^{*} \in \mathsf{Lya}_{2} \end{cases}$$

$$\mathcal{P}_{g} \begin{cases} C_{g} = \min \int_{0}^{t_{f}} \|u\|^{2} dt, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) \in \mathsf{Lya}_{1}, \text{ et } x(t_{f}) \in \mathsf{Lya}_{2}, \\ m(0) = m_{0} \end{cases}$$

	Masse initiale	Temps de tranfert	T <sub>max</sub>
	$1500\mathrm{kg}$	$10.96139$ or $47.67{ m jours}$	$0.3\mathrm{N}$
	$C_*$	Masse de fuel	Tps calc.
$\mathcal{P}_{\mathrm{tot}}$	$1.0650187 \times 10^{-1}$	$^{6}$ 0.018 687 8 kg	26.912s
$\mathcal{P}_{g}$	$2.2305967  imes 10^{-1}$	<sup>9</sup> $3.6709589 \times 10^{-4}\mathrm{kg}$	1min18.64s

# HALO VERS HALO (3D)

Orbite périodique non planaire : orbite de 0.1Halo • Énergies différentes en  $L_1$  et  $L_2$ Lune 0 Ъ Pas d'hétérocline Initialisation en 5 parties -0.1▶ Méthode rapide (~4 min pour l'ensemble 0.91.1 0.81 1.2des calculs) x 0.10.1 $5\cdot 10^{-2}$ Lune  $L_2$ Lune 0 0 'n  $-5 \cdot 10^{-2}$ -0.1-0.10.91.11.20.81 0.81.21 х x

### HALO VERS HALO (3D)



Masse initiale	Temps de transfert	$T_{\max}$	Tps calc.
$1500\mathrm{kg}$	9.5436454462828 or $41.50$	jours 0.3 N	$4.3\mathrm{min}$
	$C_{ m tot}^3$	Masse cons.	
Halo vers Halo	0.00461912647735513	7.415872590	$99992\mathrm{kg}$

# Conclusion

- Compréhension des propriétés dynamiques du CR3BP
- Introduction de l'énergie comme paramètre de continuation pour les orbites périodiques
- Calcul des variétés invariantes (courants gravitationnels)

Méthodes et algorithme développés pour le transfert entre variétés invariantes articulant plusieurs continuations

- Méthodes rapides et efficaces
- Étude du paramètre de temps

 Application à la construction de missions tests entre orbites périodiques autour des points de LAGRANGE

- ▶ Fournit un temps de transfert
- ▹ rapide et robuste, cas variés

▶ M. Chupin, T. Haberkorn, and E. Trélat. "*Low-Thrust Lyapunov to Lyapunov and Halo to Halo Missions with L*<sup>2</sup>*-Minimization*". In : ESAIM : M2AN (2016, online).

 Application de nos méthodes à la construction de missions depuis la GEO

- trajectoires admissibles rapidement obtenues
- ▶ tir multiple non opérationnel
- méthode hybride indirecte/directe

- Couplage de problèmes des trois corps
- Conditions nécessaires et/ou suffisantes du second ordre (théorie des points conjugués)
- Instabilité des systèmes hamiltoniens, stabilité des variétés invariantes
- Prolonger l'étude de l'effet *turnpike*, résultats théoriques





- Amélioration des algorithmes
  - $\,\triangleright\,\,$ aide à la convergence  $L^2 \to L^1$
  - amélioration de l'optimisation des points terminaux
  - amélioration de la méthode hybride pour permettre d'ajuster les temps sur les différentes parties



Γ

### **Départ : la GEO**

#### geosynchronous equatorial orbit (GEO), circulaire rayon $42\,164\,\mathrm{km}$

	Rayon	Vitesse	Période
unités SI	42164 km	$3.0746\mathrm{kms}^{-1}$	23.934 461 2 jours
unités CRTBP	0.10968725448	2.89135783171	0.0364947312167726

#### Injection dans le CR3BP



### Arrivée : LO

- Orbite périodique autour de la lune : *lunar orbit* (LO)
- Mission SMART1, et [Daoud 11]

	Rayon	Vitesse	Période
unités IS unités CR3BP	$\begin{array}{c} 13084\mathrm{km} \\ 0.034 \end{array}$	$\begin{array}{r} 0.61289034094{\rm km s}^{-1} \\ 0.59794179604 \end{array}$	$\begin{array}{c} 9.246086041\mathrm{jours}\\ 0.3572727343296 \end{array}$

Injection dans le CR3BP



### Le courant gravitationnel

- Variétés invariantes stable et instable d'une orbite périodique autour de L1
- Section en  $U_2$  ( $x = -\mu$ ), choix d'un point à l'intérieur

►  $\mathcal{E}_{Lya_1} = -1.6001$ 



► Deux points aux extrémités :  $\xi_{-\mu}^{\mathcal{M}}$  et  $\xi_{1-\mu}^{\mathcal{M}}$  et un temps de transfert  $t_1$ 

### Vers la trajectoire libre

- Choix d'un temps de transfert :  $t_0 = 4.0$
- Continuation sur l'état final



### Vers LO

- Choix d'un temps de transfert :  $t_2 = 2.3$
- Continuation sur l'état final



### **Trajectoire admissible**

- For Temps de transfert  $t_f = t_0 + t_1 + t_3$
- ▶ Gros gap d'énergies, de -4.864 220 à -1.6001 pour la variété
- ► Calcul très rapide ~ 4 min



## Méthode hybride



avec
$$\begin{split} \mathcal{V}_{\text{tot}}(X_1, X_2) = & \mathcal{V}_0(t_0, X_0^*, X_1) + \\ & \mathcal{V}_1(t_1, X_1, X_2) + \mathcal{V}_2(t_2, X_2, \xi_f^*). \end{split}$$



▶ Les  $\mathcal{V}_i$ ,  $i \in \llbracket 0, 2 \rrbracket$ , sont les fonctions valeurs

$$\mathcal{P}_{0} \begin{cases} C_{0} = \min \int_{0}^{t_{0}} \|u\|^{2} dt, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*}, m(0) = m_{0}^{*} \\ x(t_{0}) = \xi_{1}, m(t_{0}) = m_{1}. \end{cases} \begin{cases} C_{1} = \min \int_{t_{0}}^{t_{1}} \|u\|^{2} dt, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(t_{0}) = \xi_{1}, m(0) = m_{1} \end{cases} \qquad \mathcal{P}_{2} \begin{cases} C_{2} = \min \int_{t_{1}}^{t_{2}} \|u\|^{2} dt, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(t_{0}) = \xi_{1}, m(0) = m_{1} \end{cases} \qquad \mathcal{P}_{2} \begin{cases} C_{2} = \min \int_{t_{1}}^{t_{2}} \|u\|^{2} dt, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i}F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*}\epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(t_{0}) = \xi_{1}, m(0) = m_{1} \end{cases} \qquad \mathcal{P}_{2} \end{cases}$$

# Méthode hybride

Descente de gradient :

 $\nabla_{X_1,X_2} \mathcal{V}_{tot}$ 

Donné par le vecteur adjoint

$$\begin{split} \frac{\partial \mathcal{V}_{\text{tot}}}{\partial \xi_1} &= p_{\xi}^0(t_0) - p_{\xi}^1(t_0), \ \frac{\partial \mathcal{V}_{\text{tot}}}{\partial \xi_2} = p_{\xi}^1(t_1) - p_{\xi}^2(t_1), \\ \frac{\partial \mathcal{V}_{\text{tot}}}{\partial m_1} &= p_m^0(t_0) - p_m^1(t_0), \ \frac{\partial \mathcal{V}_{\text{tot}}}{\partial m_2} = p_m^1(t_1) - p_m^2(t_1), \end{split}$$

### Gradient Bi-Level Optimization

**Require** : Initial  $X_1^0$  and  $X_2^0$  associated with  $P_0^0$ ,  $P_1^0$  and  $P_2^0$ .

- 1: Initialization of the gradient step :  $\alpha$
- 2 : Initialization of the precision :  $\epsilon$
- 3: while  $\left\| \nabla_{X_1, X_2} \mathcal{V}_T \right\| > \epsilon$  do

$$4: \quad (X_1^{i+1}, X_2^{i+1}) \leftarrow (X_1^i, X_2^i) - \alpha \nabla_{X_1, X_2} \mathcal{V}_{\text{tot}}(X_1^i, X_2^i)$$

5:  $(P_0^{i+1}, P_1^{i+1}, P_2^{i+1}) \leftarrow \text{IndirectSolve}$ 

(Adjust the corresponding costates)

6: end while

(e.g.  $1 \times 10^{-2}$ ) (e.g.  $1 \times 10^{-8}$ )

M. Chupin — Transferts interplanétaires à faible consommation

## Méthode hybride, résultats



### Mission à deux tours



### Mission à deux tours

► Effet turnpike



## Mission à deux tours

$$\mathcal{P}_{\text{tot}} \begin{cases} C_{\text{tot}} = \min \int_{0}^{t_{\text{tot}}} \|u\|^{2} \, dt, \\ \dot{x} = F_{0}(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^{2} u_{i} F_{i}(x), \\ \dot{m} = -\beta_{*} \epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) = \xi_{0}^{*} \in \text{Lya}_{1}, \ m(0) = m_{0}^{*}, \\ x(t_{\text{tot}}) = \xi_{3}^{*} \in \text{Lya}_{2}. \end{cases}$$

$$\mathcal{P}_g \left\{ \begin{array}{l} C_g = \min \int_0^{t_f} \|u\|^2 \, \mathrm{d}t, \\ \dot{x} = F_0(x) + \frac{\epsilon}{m} \sum_{i=1}^2 u_i F_i(x), \\ \dot{m} = -\beta_* \epsilon \|u\|, \\ \|u\| \leqslant 1, \\ x(0) \in \mathsf{Lya}_1, \text{ et } x(t_f) \in \mathsf{Lya}_2, \\ m(0) = m_0. \end{array} \right.$$

Masse initiale	Temps de transfert	T <sub>max</sub>
$1500\mathrm{kg}$	$13.6996 \ {\rm or} \ 59.582 \ {\rm jours}$	$0.3\mathrm{N}$

	$\mathcal{C}_*$	Masse cons.	Tps calc.
$\mathcal{P}_{tot}$	$2.4638905\times10^{-8}$	$0.0030131{\rm kg}$	44.949s
$\mathcal{P}_{g}$	$1.9695934\times10^{-9}$	$3.3599750\times10^{-4}\rm kg$	2min54.79s

### Régions de HILL

Intégrale du mouvement :

$$E(X) = \frac{1}{2}(\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2) + U(x, y, z)$$

- ▶ Intégrale de JACOBI : J(X) = -2E(X)
- A énergie donnée  $e : M(\mu, e) = \{X = (x, y, z, \dot{x}, \dot{y}, \dot{z}) | E(X) = e\}$
- ► Région de HILL :

$$H(\mu, e) = \{(x, y, z) | U(x, y, z) \leq e\}$$

On note  $E_i$  l'énergie intégrale au point  $L_i : E_1 < E_2 < E_3 < E_4 = E_5$ 

