Les systèmes propulsifs pour les véhicules spatiaux

S. Mazouffre

Chargé de Recherches au CNRS





Table des matières

Concepts de base

L'équation de Tsiolkovsky Dérivation Consommation d'ergol Vitesse finale

La propulsion chimique Propulsion liquide Propulsion solide Propulsion nucléaire

- La propulsion électrique Intérêts et applications Introduction à la physique des plasmas Résistojets / Arcjets Moteur ionique à grilles Propulseur à effet Hall Autres technologies Propulsion électrique nucléaire
- Conclusions

Bibliographie

Concepts de base

Propulsion : système permettant de déplacer un véhicule spatial 1) du sol vers l'espace 2) directement dans l'espace

Besoins

Missions

- observation
- géopositionnement
- télécommunication
- exploration robotisée
- mission cargo
- vol habité

Manoeuvres

- échapper à un puit gravitationnel
- vol dans une atmosphère
- mise et maintient en orbite
- correction de trajectoire et d'attitude
- vol interplanétaire

Concepts de base

Le principe général de la propulsion spatiale s'appuie sur l'échange de quantité de mouvement entre la matière éjectée et l'engin à propulser.



La propulsion fait appel à 2 grands principes : conservation de l'énergie conservation de la quantité de mouvement

Concepts de base

Conversion d'énergie

Propulsion chimique





Ariane V Ariane V



Navette Endeavour

Propulsion électrique



Propulsion nucléaire thermique



Réacteur NERVA (H₂)





Conversion de la quantité de mouvement

Poussée développer à la sortie du propulseur

$$F = \dot{m} v_e = \frac{dm}{dt} v_e$$
 v_e : vitesse d'éjection de l'ergol

Accélération du véhicule (abscence de forces extérieures)

$$F = m \frac{dv}{dt}$$

Principe des actions réciproques (3ème loi de Newton)

$$\frac{dm}{dt}v_e = -m\frac{dv}{dt} \qquad \longrightarrow \qquad dv = -v_e\frac{dm}{m}$$

Intégration

$$\int_{0}^{V} dv = -v_e \int_{M_0}^{M} \frac{dm}{m} \longrightarrow \qquad V = v_e \ln\left(\frac{M_0}{M}\right) \qquad \text{avec } V(0) = 0$$

« The Rocket Equation » K. Tsiolkovsky, 1903



Conversion de la quantité de mouvement

Conservation de la quantité de mouvement entre t et t + dt (expulsion d'une masse dm d'ergol en dt)

Véhicule (masse m - dm)

$$dp_{\text{engin}} = (m - dm)(v + dv) - (m - dm)v \approx m dv$$

Ergol (masse dm)

$$dp_{\text{ergol}} = dm(v - v_e) - vdm = -dmv_e$$

Variation totale de la qté de mvt : $dp = dp_{engin} (> 0) + dp_{ergol} (< 0)$

 $f - mg\cos(\theta)$

d'où
$$dp = dp_{engin} - dp_{ergol} = m dv + dm v_e$$

Loi fondamentale de la dynamique (Newton) : $\sum \mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt}$

avec
$$\sum F = \Delta P A_e -$$

on obtient :

$$mdv + dmv_e = [\Delta PA_e - f - mg\cos(\theta)]dt$$

Avec $F=0$ et v_e = constante $\Delta V = v_e Ln\left(\frac{M_0}{M}\right)$ « The Rocket Equation »



$$\Delta V = v_e \ Ln\left(\frac{M_0}{M}\right)$$

 ΔV est la variation de vitesse entre le début (t_0) et la fin (t) de la manœuvre (m/s)

 M_0 est la masse totale initiale du véhicule

M est la masse totale à l'instant t

L'équation est établie avec les hypothèses suivantes :

- référentiel d'inertie
- le véhicule n'est soumis à aucune force exterieure
- la vitesse d'éjection de l'ergol v_e est consante

En considérant la gravité, on obtient :

$$\Delta V = v_e \ Ln\left(\frac{M_0}{M}\right) + g\cos(\theta)T$$

avec T la durée de la phase d'accélération.

Fraction massique consommée :

$$1 - \frac{M}{M_0} = 1 - \exp\left(-\frac{\Delta V}{v_e}\right)$$

Delta V

Manoeuvre	Δ V (m/s par année)
Compensation de traînée (~500 km)	20
Contrôle d'attitude	2 – 6
Contrôle de position en GEO	50

Transfert	Δ V (km/s)
Terre – LEO	9,5
LEO – GEO	4,3
LEO – Lune	5,9
LEO – L1	3,7
LEO – L2	3,4
LEO – Mars (orbite de transfert)	4,3

LEO : orbite terrestre de basse altitude

GEO : orbite géostationnaire

Lx : point de Lagrange Terre – Soleil

Consommation d'ergol

Variation de la masse d'ergol au cours d'une manœuvre correspondant à ΔV

$$\Delta M_e = M_0 \left(1 - \exp\left(-\frac{\Delta V}{v_e}\right) \right) = M_0 \left(1 - \exp\left(-\frac{\Delta V}{g I_{sp}}\right) \right)$$



La propulsion électrique permet de faire des économies importantes en masse d'ergol pour des manœuvres nécessitant un ΔV important.

Vitesse du véhicule en fonction du rapport $R = \frac{M_0}{M}$ $\Delta V = v_e Ln(R)$



on peut séparer le véhicule en plusieurs parties pour accroître $V \rightarrow$ lanceur multi-étages

Optimisation de la stucture d'un lanceur \rightarrow 3 étages

Lanceur américain Saturn V





	Etage 1	Etage 2	Etage 3	Charge (LEO)	Charge (LTO)	
Masse (t)	2286	491	120	118	47	
Masse sèche	135	39	13,3	_	_	
Ergol	LO ₂ /kérosène	LO_2/H_2	LO_2/H_2	_	_	
Moteur	5 F-1	5 J-2	1 J-2	_	_	Ro
V _e	2650 m/s	4210 m/s	4210 m/s	_	_	Sp Pr
R	3,49	2,63	_	1,81	3,95	M. Sp
ΔV	3312 m/s	4071 m/s	_	2498 m/s	5783 m/s	

Rocket and Spacecraft Propulsion M.J.L. Turner Springer, 2009

Vitesse finale

La durée d'une mission spatiale dépend de la poussée et des contraintes externes

Equation fondamentale de la dynamique :

$$\mathbf{F}(t) = M(t) \frac{d\mathbf{V}(t)}{dt}$$
 soit $dV(t) = \frac{F(t)}{M(t)} dt$ où \mathbf{F} est la poussée

On pose :

- F est constante
- le débit d'ergol \dot{m}_e est constant
- la masse initiale du véhicule est M_0 - la vitesse est nulle à t=0: V(0)=0

$$\succ \qquad V(t) = \int_{0}^{t} \frac{F}{M_0 - \dot{m}_e t} dt$$

La vitesse du vaisseau à l'instant *t* est donnée par : $V(t) = \frac{F}{\dot{m}_e} Ln \left(\frac{M_0}{M_0 - \dot{m}_e t} \right)$

Le temps nécessaire pour effectuer une manœuvre nécessitant Δv est donné par :

$$T = \frac{M_0}{\dot{m}_e} \left(1 - \exp\left(-\frac{\Delta V}{v_e}\right) \right)$$

si l'on néglige les forces extérieures (gravitation, vent solaire...)

Vitesse finale



Cas où aucune force extérieure n'agit sur le système

Chimique

50 N pendant 2 jours 17 g/s d'ergol à 3 km/s V = 1022 m/s $\Delta M = 2887$ kg

 5×10^5 N pendant 45 s 167 kg/s d'ergol à 3 km/s V = 4169 m/s $\Delta M = 7510$ kg

Electrique

1 N pendant 400 jours 35 mg/s à 30 km/s V = 3683 m/s $\Delta M = 1156$ kg

Propulsion chimique vs électrique

Propulsion chimique : éjection de gaz chauds



Propulsion électrique : éjection de particules chargées (ions)



Avantages

- Vitesse d'éjection élevée : économie en ergol
- Rendement élevé (50-60%)

Inconvénients

- Faible niveau de poussée
- Complexité et masse du système

Conversion d'énergie:

```
chimique (liaison) \rightarrow thermique \rightarrow cinétique
```

Principe : Détente d'un gaz porté à haute température à travers une tuyère de Laval



Ecoulement stationnaire isentropique avec tuyère idéale (vide) : $v_e = \sqrt{\frac{k_B T_0}{m} \frac{2\gamma}{\gamma - 1}}$

 γ : exposant adiabatique

vitesse du son :
$$c_s = \sqrt{\frac{\gamma k_B T_0}{m}}$$

Propulsion chimique liquide





Moteur cryogénique Vulcain 2 960 kN au sol v_{a} = 4228 m/s

Propulsion chimique solide

Simple, facile à transporter, peu cher Combustion en couche parallèle La géométrie initiale définie la poussée Deux types de géométrie combustion frontale combustion avec canal

Ergol = combustible + comburant Ajouts de composants liants catalyseur régulateur de combustion

Ergols courants

nitrocellulose ; nitroglycérine perchlorate d'ammonium + Al nitrate d'ammonium + Al zinc ; soufre



 $v_e = 2690 \text{ m/s}$

forte poussée : $10^8 - 1 \text{ N}$ faible v_e : 2000 - 4000 m/s courte durée d'utilisation ~ mn / h stockage aisé de l'ergol

Technologie

propulsion liquide propulsion solide propulsion hybride propulsion nucléaire

Vectorisation mécanique possible





Moteur principal de la navette (SSME) $LO_2 - LH_2$ 1853 kN au sol $v_e = 3561$ m/s

Puissance

Puissance mécanique :
$$P_{méca} = \mathbf{F} \cdot \mathbf{v}_e = \frac{1}{2} \dot{m}_e v_e^2$$

Navette Spatiale Endeavour (25 t de charge utile)
 3 SSME
 100 t LH₂ et 600 t LO₂ → 3×179 t de poussée (480 s)

deux boosters à solide

 2×500 t de poudre $\rightarrow 2 \times 1275$ t de poussée (124 s)

Poussée totale au décollage : 3100 t = 30,3 MN $v_e \approx$ 3000 m/s d'où $P_{méca}$ = 91 GW



Navette spatiale Discovery au décollage

• Sonde interplanétaire SMART 1 (1m³, 367 kg) propulseur à plasma PPS®1350-G (xénon) $F = 68 \text{ mN et } v_e = 16500 \text{ m/s} \rightarrow P_{méca} = 560 \text{ W}$



Sonde SMART 1 et son moteur à plasma

Conversion d'énergie : électrique → cinétique électrique → thermique → cinétique

L'énergie est apportée de façon externe

Principe : Création et accélération électromagnétique d'ions



Propulseur NEXT (NASA)

faible poussée : 0,1 - 1 Ngrande v_e : 20 - 40 km/s long temps de tir : ~ mois souplesse

Intérêts

- Avantages
 - Vitesse d'éjection de l'ergol élevée
 - → économie significative en masse d'ergol embarqué
 - Rendement élevée ~ 50-60 %
 - Longue durée de tir → vitesse finale importante
 - Flexibilité (cycles, fonctionnement dual)
 - Emploi d'une source d'énergie externe
 - → énergie solaire / nucléaire
 - Vectorisation directe possible

• Inconvénients

- Très faible niveau de poussée ~ 100 mN 1 N
- Rapports P/M et P/T défavorables (objectif : 0,1 N / kW)
- Ergols disponibles → vers ergols solides
- Complexité, masse et encombrement du système
 - propulseur + neutraliseur, alimentation électrique, circuit de gaz, réservoir
- Opération à basse pression
- Puissance disponible limitée

Applications

<u>Propulsion électrique \rightarrow missions avec un important ΔV </u>

- A l'heure actuelle [F = 100 mN]
 - correction de la trajectoire des satellites géostationnaires.
 - contrôle de l'attitude des satellites (panneaux solaires, antennes)
 - Missions interplanétaires robotisées
- Dans un futur proche [F = 1 N]
 - manoeuvre de transfert d'orbite
 - Voyages interplanétaires vers les planètes lointaines (Saturne, Jupiter...), les comètes et les astéroïdes
- Vision à long terme [F = 10 100 N]
 - Véhicules cargo pour l'exploration lunaire et martienne
 - Vols habités

besoin de puissance élevée (MW)



Etat plasma : Quatrième état de la matière :

Etat ionisé de la matière, géneralement gazeux, composé d'ions, d'électrons, d'atomes et/ou de molécules et de photons, dont la conductivité électrique est suffisament élevée pour que des courants se développent et pour que le milieu réagisse à des champs électriques et magnétiques.

Exemples de plasmas



Production

→ ionisation d'un gaz atomique ou moléculaire

Mécanismes d'ionisation (ion positif)

$A + e \rightarrow A^+ + e + e$
$A + h v \rightarrow A^+ + e$
$\mathbf{E}(\mathbf{A}) \to \mathbf{A}^{+} + e + e$
$A + B^+ \rightarrow A^+ + B$

Processus inverse : recombinaison (lent)

Cas du bombardement électronique

il faut transférer de l'énergie aux électrons

- Effet capacitif (continu ou alternatif) : $\mathbf{F} = -e\mathbf{E}$
- Effet inductif via une onde RF (MHz)

loi de Faraday : $\nabla \times \mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{H}}{\partial t}$

• Couplage avec une onde micrométrique (GHz)

Energie	d'ionisation		
Н	13,59 eV		
H_2	15,42 eV		
Ar	15,75 eV		
Xe	12,10 eV		
Cs	3,89 eV		
K	4,34 eV		
1eV = 1,6x10 ⁻¹⁹ J			

Concepts fondamentaux

Température des espèces : T_{e} , T_{i} , T_{n}

Un plasma est généralement un milieu hors équilibre : $T_e \neq T_i \neq T_n$

 $T_e < 10 - 100 \text{ eV}$: plasma froid $T_e >> 100 \text{ eV}$: plasma chaud

Quasi-neutralité : $Zn_i = n_e$ (approximation plasma)

Equation de Poission : $\varepsilon_0 \nabla \cdot \mathbf{E} = \rho$ d'où $\nabla^2 V = -\frac{\rho}{\varepsilon_0}$ avec $\rho = e(n_i - n_e) = en$ la distribution de charges

Equilibre entre les forces de pression et les forces électriques :

$$n_{e,i} = n_0 \exp\left(\frac{-q_{e,i}\phi}{k_B T_{e,i}}\right)$$
 où $q_e = -q_i = -e$ ϵ_0 : permittivité du vide k_B : constante de Boltzmann

Degré d'ionisation : $\alpha = \frac{n_e}{n_e + n_n} = \frac{Zn_i}{Zn_i + n_n}$

 α < 1 : plasma faiblement ionisé

 $\alpha \approx$ 1 : plasma fortement ionisé

Concepts fondamentaux

Fréquence plasma (électronique)

Perturbation électronique à l'équilibre :

on déplace les électrons d'une distance $\delta x \rightarrow$ création d'un champ électrique E_x

$$m_e \frac{d^2 \delta x}{dt^2} = -eEx = -\frac{e^2}{\varepsilon_0} n_0 \delta x$$

 \rightarrow Oscillations à la pulsation $\omega_{p,e} = \sqrt{\frac{n_0 e^2}{\varepsilon_0 m_e}}$

Écrantage : gaine et longueur de Debye



Mouvement d'une particule chargée

1 particule :
$$\mathbf{F} = m \frac{d\mathbf{v}}{dt} = q\mathbf{E} + q\mathbf{v} \times \mathbf{B}$$

Ensemble de particule à la vitesse moyenne u: $\mathbf{j} = \sigma(\mathbf{E} + \mathbf{u} \times \mathbf{B})$

 σ : conductivité électrique (transport et collisions)

Champ E stationnaire et uniforme

dérive $m \frac{d\mathbf{v}}{dt} = q\mathbf{E}$

Loi d'Ohm : $\mathbf{j} = \boldsymbol{\sigma} \mathbf{E}$ et $\mathbf{j} = qn_i \mathbf{v}_i + en_e \mathbf{v}_e$

Maxwell : $\nabla \times \mathbf{B} = \mu_0 \mathbf{j} \rightarrow \text{courant de charge} = \text{source de } \mathbf{B}$

Champ B stationnaire et uniforme

 $m\frac{d\mathbf{v}}{dt} = q\mathbf{v} \times \mathbf{B} \quad \text{Rotation à la fréquence cyclotronique : } f_c = \frac{|q|B}{m}$ Rayon de giration (Larmor) : $r_L = \frac{mv_\perp}{|q|B}$ <u>Champ $\mathbf{E} \perp \mathbf{B}$ </u> Dérive azimutale : $v_d = \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{B^2} = \frac{E}{B}$

Paramètres pour quelques plasmas

Plasma	$n_e (\mathrm{cm}^{-3})$	$T_{e}\left(\mathbf{K} ight)$	$\omega_{p,e}$ (s ⁻¹)	$\lambda_{D}\left(m ight)$
Espace interstellaire	1	10^{2}	6×10^{4}	0.7
Vent solaire	10	10^{5}	2×10^{5}	7
Flamme	10^{3}	10 ⁸	2×10^{6}	22
Ionosphère	10 ⁵	10^{2}	2×10^{7}	0.002
Couronne solaire	10^{7}	10^{5}	2×10^{8}	0.0071
Réacteur industriel	10^{12}	10^{4}	6×10^{10}	7×10^{-6}
Propulseur de Hall	10^{12}	10^{8}	6×10^{10}	7×10^{-4}
Tokamak	10^{14}	10^{8}	6×10 ¹¹	7×10 ⁻⁵
Arc	10^{14}	10^{8}	6×10 ¹¹	7×10 ⁻⁵
Confinement inertiel	10^{20}	10^{8}	6×10^{14}	7×10 ⁻⁸
Intérieur stellaire	10^{30}	10 ⁸	6 × 10 ¹⁹	7×10 ⁻¹³

Couplage:
$$\Xi = \frac{\langle E_p \rangle}{\langle E_c \rangle} = \frac{\frac{n_e e^2}{4\pi\varepsilon_0 n_e^{-1/3}}}{\frac{3}{2}nk_B T_e} \propto \frac{n_e^{1/3}}{T_e}$$

 Ξ <<1 : couplage faible (désordre domine) Ξ > 1 : forte corrélation

Résistojet - Arcjet

Propulsion chimique : limite en température

$$v_e = \sqrt{\frac{k_B T_0}{m} \frac{2\gamma}{\gamma - 1}}$$

Résistojet

Chauffage direct d'un gaz (effet joule)







Gaz : H₂, NH₃, hydrazine... Refroidissement par radiation $T \approx 8000$ K ; $v_e = 4 - 20$ km/s



Accélération électrostatique d'ions :
$$m_i \frac{d\mathbf{v}}{dt} = e\mathbf{E}$$



1 10

Courant de charge d'espace (loi de Child) :
$$j = \frac{4\varepsilon_0}{9} \left(\frac{2e}{m}\right)^{1/2} \frac{V_0^{3/2}}{d^2}$$

Vitesse : $v(d) = \sqrt{\frac{2eV_0}{m}}$
Poussée : $\frac{F}{A} = \dot{m}v(d) = \frac{jmv(d)}{e} = \frac{8\varepsilon_0}{9} \left(\frac{V_0}{d}\right)^2$ Pour augmenter $F : A, d \text{ ou } V_0$



optique ionique → focalisation des ions usure : bombardement direct + échange de charge

Système à 3 grilles : accélération – décélération des ions

Neutralisation du faisceau

source d'électrons externe

Ergols

faible E_i ; masse élevée ; non toxique ; facile à stocker \rightarrow Xe, Kr

Points Forts

grande vitesse d'éjection de l'ergol (forte *I*_{sp}) faible divergence du faisceau longue durée de vie des grilles

Points faibles

limite en courant (charge d'espace) forte poussée → grilles de grandes dimensions opérations à faible puissance difficile système complexe (2 sous-systèmes)



Moteur T6 de QinetiQ (configuration Kaufman) 200 mN / 4700 s 8kg, 30 cm de diamètre

Système de propulsion de la sonde MPO (Mercury Planetary Orbiter) de la mission BepiColombo de l'ESA



Moteur NSTAR de Boeing 90 mN / 3100 s 8,3 kg, 30 cm de diamètre P = 2,3 kW



Mission Deep Space 1 de la NASA (1998) Rendez-vous avec la comèt Borrelly

Sonde DS1 486 kg au lancement 110 kg de xénon

Accélération électromagnétique d'un plasma

→ décharge magnétisée (quasi-neutralité)



Accélération du gaz ($\alpha \ll 1$): transfert de quantité de mouvement entre particules chargées et neutres

Pas de charge d'espace

Comment créer un fort champ ${\boldsymbol{E}}$ dans un plasma ?

→ réduction locale de la mobilité (électronique)



Propulseur à effet Hall : accélération d'ions dans un plasma



Utilisation d'un champ magnétique

- capture des électrons
- trajectoires ioniques non perturbées

B = 100 - 500 G

- I région anodique
- II région d'ionisation
- III zone d'accélération
- IV plume plasma

A. I. Morozov (1998)



Dérive électronique azimutale

$$v_{\theta} = \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{B^2} \approx \frac{E_x}{B_r}$$

Poussée

Accélération électrostatique des ions

$$T = \iiint e n_e \mathbf{E} \, dV \approx \dot{m}_i \, \overline{v} \approx I_i \sqrt{\frac{2mU_d}{e}}$$

Force de Lorentz

$$T = -\iiint j_{Hall} \times \mathbf{B} \, dV \approx -\pi \, d \, I_{Hall} B_r$$

Propulseur à effet Hall de 1,5 kW				
Variable	Valeur	Variable	Valeur	
$\dot{m}_{\rm Xe}$	5 mg/s	$B_{ m r,max}$	200 G	
$U_{\rm d}$	300 V	$E_{ m x,max}$	350 V/cm	
$I_{ m d}$	4,5 A	v_{θ}	2×10 ⁶ m/s	
F	85 mN	n_0	10^{19} m^{-3}	
$I_{ m sp}$	1700 s	n_e	$5 \times 10^{17} \text{ m}^{-3}$	
η	0.55	T_e	20 eV	

Problèmes ouverts

Dynamique d'une décharge magnétisée → physique complexe

* Transport électronique

Dérive des électrons à travers la barrière magnétique

 $\begin{array}{ll} \mbox{Expérience}: & \mu_{e,\perp} \approx 0,2 \ m^2 s^{\text{-1}} V^{\text{-1}} \\ \mbox{Calcul (collisions)}: & \mu_{e,\perp} \approx 0,01 \ m^2 s^{\text{-1}} V^{\text{-1}} \end{array}$

 $D = \frac{k_B T_e}{\rho} \mu$

Explication : diffusion turbulente et/ou diffusion pariétale Turbulence : champ $\tilde{E}_z \rightarrow \mu \propto \frac{1}{B}$

* Lois d'échelle

Influence du rapport h/d

* Rôle de l'émission électronique secondaire (parois diélectriques)

- * Érosion anormale des parois
- * Instabilités de la décharge

Points Forts

pas de limite en courant due à la c.e.
vitesse d'éjection de l'ergol importante
rapport *F*/*P* grand
système simple (aimants)
durée de vie élevée
vectorisation magnétique prouvée

Points faibles

divergence du faisceau d'ions lentille (∇ .**B**=0) mais recouvrement I/A production d'ions multichargés transort anormal non quantifié

Propulseur à effet Hall : PPS®1350-G

développé et construit par Snecma



100 mm de diamètre externe (canal) 5 kg



Niveau nominal de performances

Poussée: 88 mN (5.5 mg/s xenon) Isp: 1650 s Puissance électrique : 1500 W Tension : 350 V Courant de décharge : 5 A Rendement : 55 %

Durée de vie > 10000 h (> 420 jours)

Performances du modèle de laboratoire

Poussée : 40 -145 mN Isp: 1500-3100 s Puissance : 500 – 3400 W Rendement : 45-60 %

Le moteur PPS®1350 était le système de propulsion principal de l'orbiteur lunaire SMART-1 de l'ESA.

Première sonde spaciale équipé d'un PEH.

Propulseur à effet Hall : PPS®X000-ML

Propulseur de 5 kW 200 mN / 2000 s







Architecture avancée



Moteur 457M de la NASA 50 kW 2,5 N



Cluster de 4 moteurs BHT600 de Busek





Propulseur X2 à canal-double Université du Michigan

Autres technologies

MagnetoPlasmaDynamics force de Lorentz

High Efficiency Multistage Plasma thruster configuration en cusp magnétique (force diamagnétique)

VAriable Specific Impulse Magnetoplasma Rocket plasma helicon – chauffage ICR – tuyère magnétique adapté à la forte puissance

PEGASES

gaz électronégatif accélération d'un plasma ion-ion

Rapport puissance/masse

Soit M_E la masse du générateur électrique :

$$R' = \frac{M_s + M_E + M_e}{M_s + M_E}$$

Soit ξ le rapport puissance sur masse du générateur électrique

$$\xi = \frac{P_E}{M_E}$$

La vitesse du vaisseau s'écrit :

$$V = v_e \ln \left(1 + \frac{2\eta \xi t}{2\eta \xi t \frac{M_s}{M_e} + v_e^2} \right)$$

 $R = 6, \eta = 50\%, t = 10^6 s$



Pour un grand ΔV , v_e doit être élevée \rightarrow grand ξ

panneau solaire : 200 W / kg réacteur nucléaire : 300 W / kg chimique : 40 kW / kg

Energie solaire



Energie solaire

L'énergie électrique est fournit par des panneaux solaires ce qui limite la puissance à qq dizaines de kW

Station Spatiale Internationale à 350 km d'altitude 2500 m² de panneaux solaires → 110 kW



Besoin d'une source d'énergie alternative pour les propulseurs électriques à forte poussée et les missions interplanétires

→ énergie nucléaire (fission)

Principe



Puissance disponible de plusieurs MW Longue durée de vie

Amélioration du rapport puissance sur masse du générateur électrique



Projet de vaisseau

Jupiter Icy Moons Orbiter spacecraft (JIMO)

Programme Prometheus de la NASA : exploration des lunes de Jupiter

Longueur : 80 m Séries de propulseur de ~100 kW



Conclusions

Propulsion électrique

vitesse d'éjection de l'ergol élevée → faible consommation grand rendement

source d'énergié découplée

mais

faible niveau de poussée opération à basse pression

Applications : mission à fort ΔV

maintient à poste des satcoms transfert d'orbite sondes interplanétaires

Deux technologies principales

moteurs ioniques à grilles : grande *Isp* propulseur à effet Hall : rapport *P/F* élevé

Perspectives (gain en poussée et durée de vie) améliorations des concepts actuels développements de nouveaux types de propulseurs

Annexe

Considération sur la durée d'une mission

La survie d'un être humain dans l'espace est voisine de 2 ans Problèmes : radiation (X, γ) vent solaire (α , ions) apesanteur (ostéoporose)

Pour les mission habitées il faut donc que l'engin spatiale atteigne rapidement une vitesse élevée. (la durée pose moins de problème dans le cas des missions robotisées = contraintes techniques, technologiques, de gestion et d'organisation)

Terre – Lune (384401 km)		Terre – Mars (232 Mkm)		
à 100 km/h	ightarrow 160 jours	à 100 km/h	ightarrow 265 ans	
à 2000 km/h	\rightarrow 8 jours	à 2000 km/h	ightarrow 13 ans	
à 50 000 km/h	ightarrow 7,7 h	à 50 000 km/h	ightarrow 190 jours	

Phase d'accélération \rightarrow temps, dépense en ergol + énergie

Phase de déccélération → temps, dépense en ergol + énergie assistance gravitationnelle aéro-freinage, aéro-capture

Bibliographie

Rocket and Spacecraft Propulsion M.J.L. Turner Spinger – Praxis Publishing Ltd, Chichester, UK (2009)

Frontiers of Propulsion Science Ed. by M.G. Millis and E.W. Davis Progress in Astronautics and Aeronautics, vol. 227 AIAA Inc. (2009)

Physics of Electric Propulsion R.G. Jahn McGraw-Hill, Inc. (1968)

Fundamentals of Electric Propulsion D.M. Goebel and I. Katz John Wiley Sons, Inc. (2008)

Introduction to Plasma Physics and Controlled Fusion F.F. Chen Plenum Press, New York (1984)

Physique des Plasmas J.M. Rax Dunod, Paris (2005)