

Università degli Studi di Padova – Dipartimento di Ingegneria Industriale

Corso di Laurea in Ingegneria Aerospaziale

***Relazione per la prova finale***  
***«Il metodo delle coniche rattoppate nei trasferimenti***  
***interplanetari: descrizione e sviluppo per modelli a gravità***  
***completa»***

Tutor universitario: Prof. Carlo Bettanini

Fecia di Cossato

Laureando: *Gianluigi Ghidoni*

*N. matricola 1217503*

Padova, 13/07/2023

Negli anni, l'esplorazione spaziale è aumentata notevolmente di importanza, soprattutto a causa del continuo e crescente interesse dell'uomo in:

- Esplorazione scientifica
- Colonizzazione futura
- Ricerca di vita extraterrestre

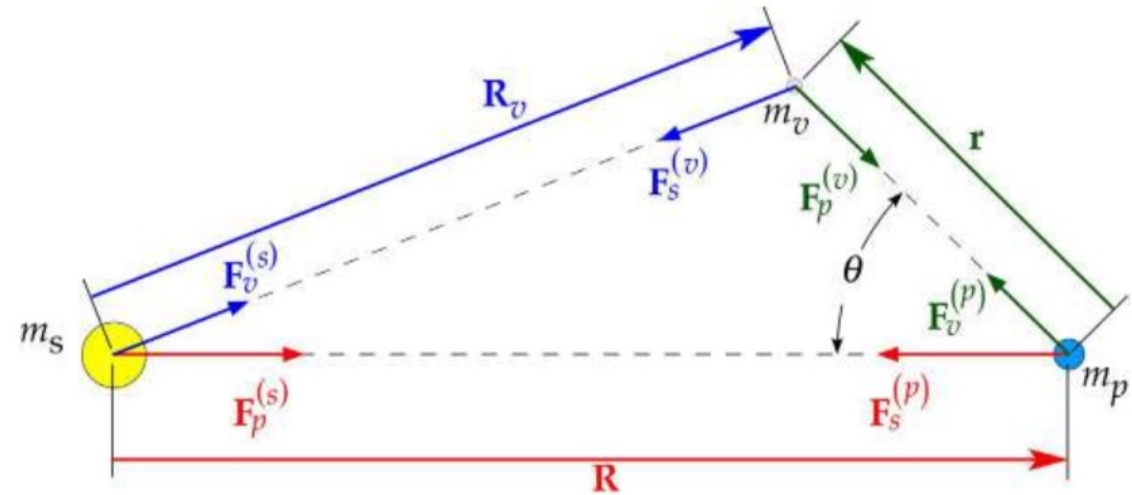
Uno dei metodi alla base dei trasferimenti interplanetari è proprio il metodo delle coniche rattoppate

### **OBIETTIVI DEL LAVORO**

- Presentare il modello della sfera di influenza
- Descrivere il metodo delle «patched conics» nei trasferimenti interplanetari con i rispettivi svantaggi
- Illustrare gli step principali del metodo di «continuità» che consente di passare dal modello delle coniche rattoppate al modello di gravità completa

Si prenda come riferimento un sistema a tre corpi composto da:

- Sole  $s$  di massa  $m_s$
- Pianeta  $p$  di massa  $m_p$
- Generico satellite  $v$  di massa  $m_v$



**Fig 1** Sistema di riferimento a tre corpi e relative forze gravitazionali

Equazione del moto del satellite nel sistema di riferimento inerziale

$$m_v \ddot{\mathbf{R}}_v = \mathbf{F}_{sv} + \mathbf{F}_{pv}$$

Equazione del moto del satellite nel sistema di riferimento relativo

$$m_v \ddot{\mathbf{r}} = \mathbf{F}_{sv} + \mathbf{F}_{pv}$$

$$\mathbf{F}_{sv} = -\frac{Gm_s m_v}{R_v^3} \mathbf{R}_v$$

$$\mathbf{F}_{pv} = -\frac{Gm_p m_v}{r^3} \mathbf{r}$$

$$\mathbf{F}_{sp} = -\frac{Gm_p m_s}{R^3} \mathbf{R}$$

Risolvendo le equazioni rispettivamente per  $\ddot{\mathbf{R}}_v$  e per  $\ddot{\mathbf{r}}$ , si può riscrivere:

$$\ddot{\mathbf{R}}_v = \mathbf{A}_s + \mathbf{P}_p$$

$$\ddot{\mathbf{r}} = \mathbf{a}_p + \mathbf{p}_s$$

dove  $\mathbf{A}_s$  e  $\mathbf{a}_p$  sono le accelerazioni primarie e  $\mathbf{P}_p$  e  $\mathbf{p}_s$  sono le perturbazioni.

Andando ora a valutare il rapporto tra la perturbazione e l'accelerazione primaria si ottiene

$$\frac{|\mathbf{P}_p|}{|\mathbf{A}_s|} = \frac{Gm_p r}{r^3} \frac{R^3}{Gm_s R} = \frac{m_p}{m_s} \left(\frac{R}{r}\right)^2$$

$$\frac{|\mathbf{p}_s|}{|\mathbf{a}_p|} = \frac{Gm_s r}{R^3} \frac{r^2}{Gm_p} = \frac{m_s}{m_p} \left(\frac{r}{R}\right)^3$$

La *sfera di influenza* del pianeta è la sfera di raggio  $r$  tale per cui

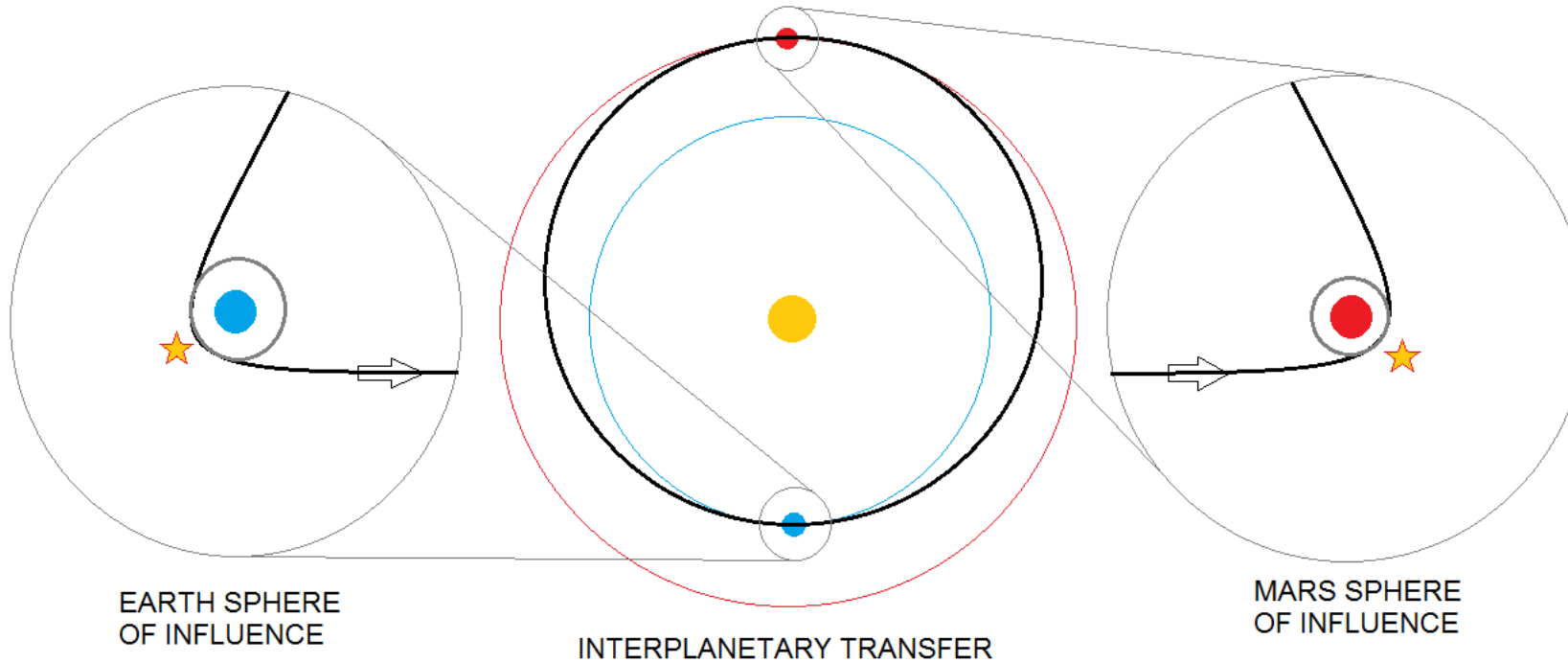
$$\frac{|\mathbf{p}_s|}{|\mathbf{a}_p|} \leq \frac{|\mathbf{P}_p|}{|\mathbf{A}_s|}$$

$$\frac{|p_s|}{|a_p|} \leq \frac{|P_p|}{|A_s|} \Rightarrow \frac{m_s}{m_p} \left(\frac{r}{R}\right)^3 \leq \frac{m_p}{m_s} \left(\frac{R}{r}\right)^2 \Rightarrow \left(\frac{r}{R}\right)^5 \leq \left(\frac{m_p}{m_s}\right)^{2/5}$$

Il *raggio della sfera di influenza* è dunque pari a

$$r \leq R \left(\frac{m_p}{m_s}\right)^{2/5}$$

**La sfera di influenza NON è la sfera di attrazione gravitazionale**

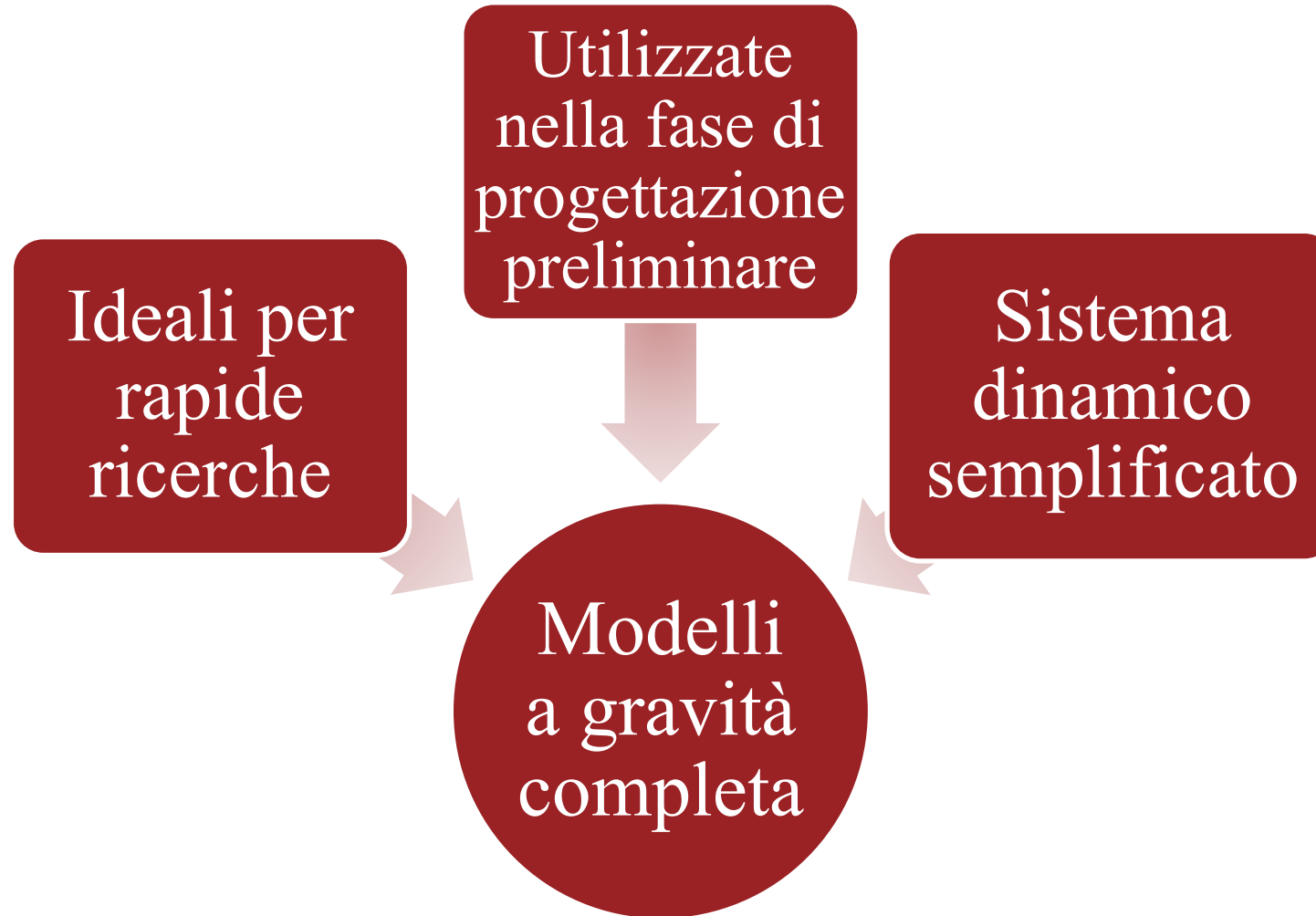


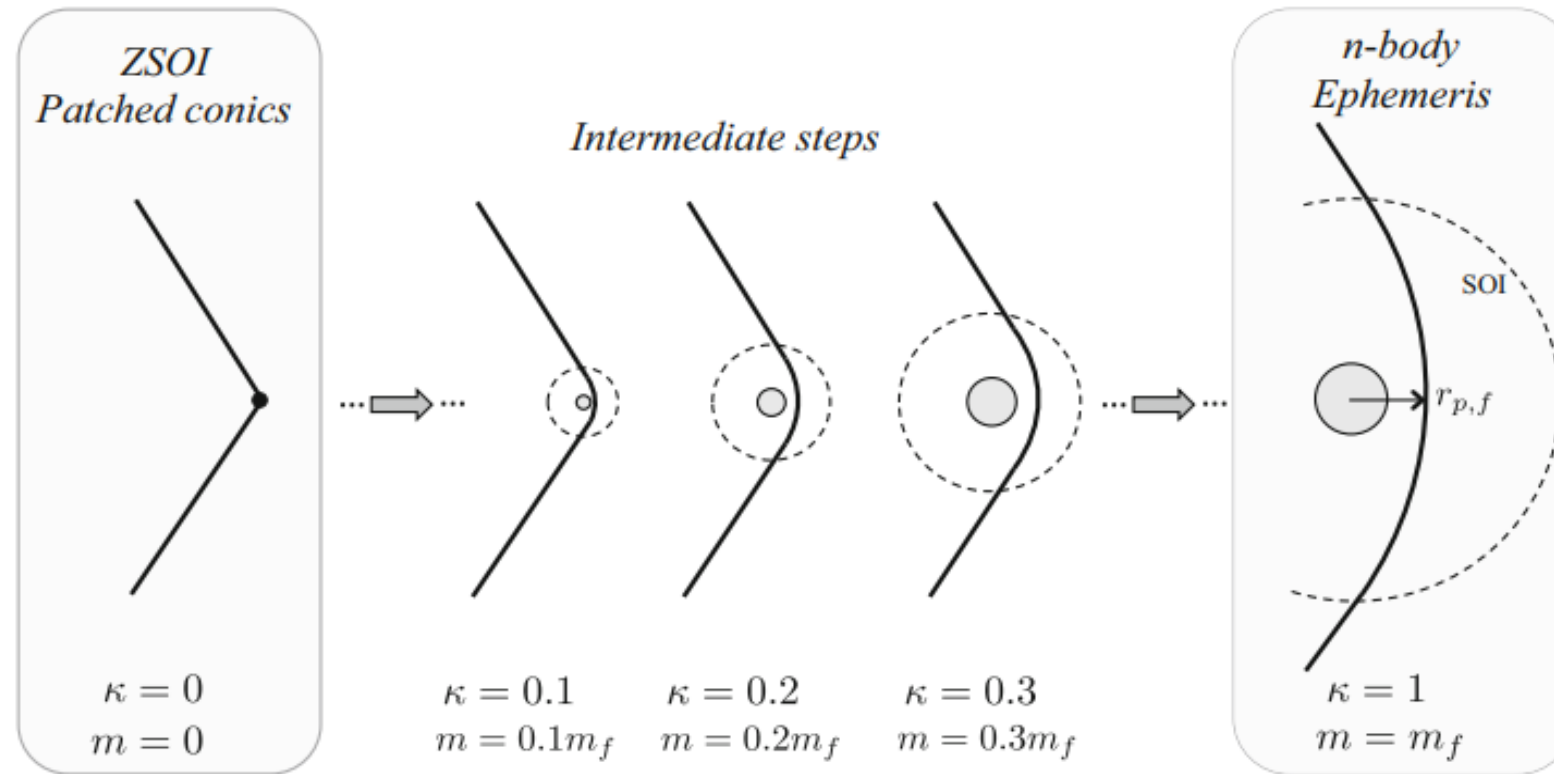
**Fig 2** Fasi di un trasferimento interplanetario Terra-Marte

Il trasferimento può essere suddiviso in 3 fasi:

- Fuga dalla Terra  $\Rightarrow$  traiettoria iperbolica
- Trasferimento Terra-pianeta  $\Rightarrow$  traiettoria ellittica
- Avvicinamento al pianeta  $\Rightarrow$  traiettoria iperbolica

***In tutte le fasi si applica  
il problema dei due  
corpi***





**Fig 3** Modello del metodo di «continuità» con step intermedi

Attraverso l'incremento di un parametro di controllo  $k \in [0,1]$  è possibile passare da un modello a bassa fedeltà a un modello dinamico complesso dove rimangono inalterati turn angle e geometria di flyby.



Il metodo prevede di convertire un semplice modello di partenza (ZSOI, zero sphere of influence) in un modello dinamico a n corpi.

Per favorire la continuità del metodo per ogni step vengono definite delle effemeridi «false» o ausiliarie

$$\mathbf{x}_{falsa}(k) = (1 - k)\mathbf{x}_{kepleriana} + k\mathbf{x}_{reale}$$

dove  $\mathbf{x}$  è il vettore di stato  $\mathbf{x} = [\mathbf{r}, \mathbf{v}]^T$ .

Le *effemeridi kepleriane* sono ottenute in due step:

1. una generazione geometrica
2. correzione ai minimi quadrati

Le *effemeridi reali* si estraggono da sistemi informativi (es. SPICE)

Il parametro  $k$  influenza:

- massa del corpo
- raggio del corpo
- effemeride del corpo

In particolare, la massa del corpo centrale rimane la medesima per ogni valore di  $k$  mentre il raggio del corpo target  $\rho$  e il parametro di massa del corpo target  $\mu$  dipendono linearmente da  $k$ :

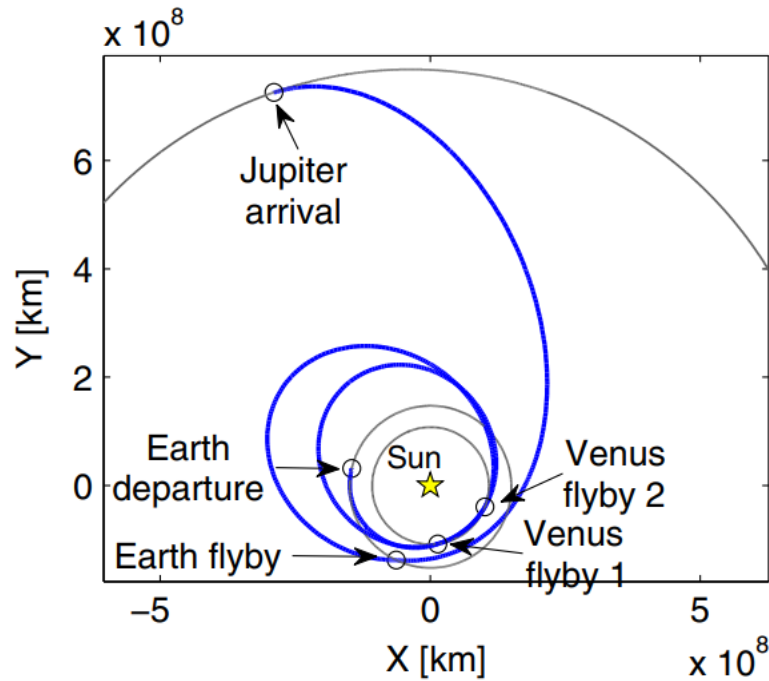
$$\rho_{TB} = k \cdot \rho_{TB,finale}$$

$$\mu_{TB} = k \cdot \mu_{TB,finale}$$

Il metodo di continuità si basa sull'omotopia lineare, che in termini matematici si traduce in:

$$H : \mathbb{R}^{(N+1)} \rightarrow \mathbb{R}^M$$

$$H(\mathbf{x}_p, \kappa) = \kappa G(\mathbf{x}_p, \kappa) + (1 - \kappa) F(\mathbf{x}_p, \kappa)$$



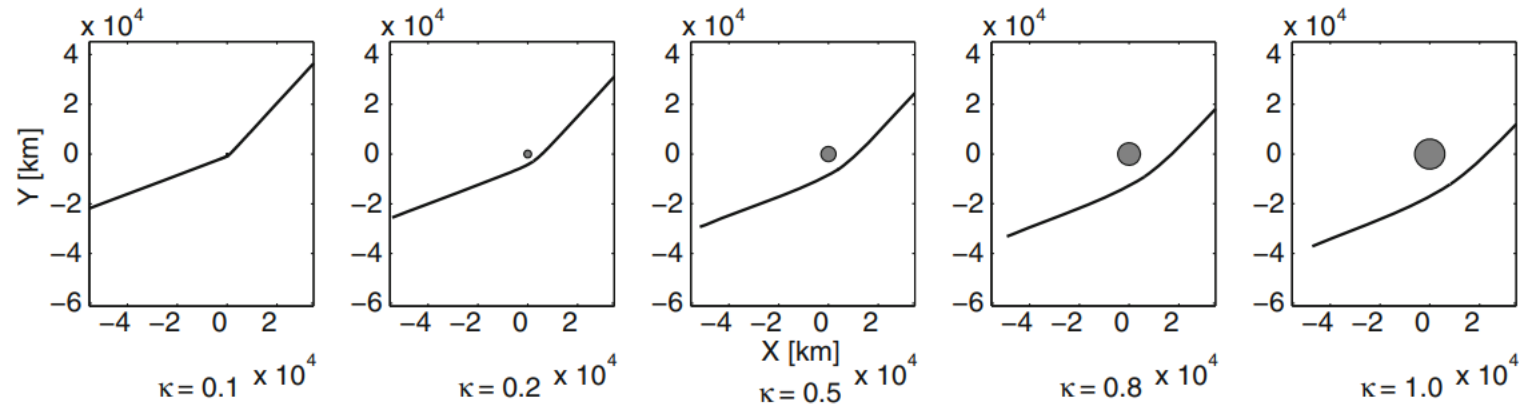
**Fig 4** Traiettoria convergente Terra-Giove in 2D

Traiettoria ZSOI iniziale  
ottenuta tramite EXPLORE

Il trasferimento in questione prevede due flyby di Venere e uno della Terra, quindi, in particolare sarà:  
***Terra-Venere-Venere-Terra-Giove***

Per la convergenza dell'algorithm sono stati scelti i parametri

$$k_0 = 0,05 \quad e \quad \Delta k = 0,05$$



**Fig 5** Iterazioni successive al secondo flyby di Venere

- Il metodo delle patched conics può essere usato nella fase di progetto preliminare della missione, negli step di progetto di dettaglio si utilizzano i modelli a gravità completa
- Il metodo di continuità permette una transizione al modello di gravità completa attraverso più passi intermedi e questo consente di non stressare gli algoritmi di ottimizzazione
- Può essere applicato per il design di viaggi e flybys interplanetari molto accurati

#### Bibliografia:

[1] - Howard D. Curtis, «Orbital Mechanics for Engineering Students», Embry-Riddle Aeronautical University (Daytona Beach Florida), Elsevier Butterworth-Heinemann, 2020;

[2] - Nicholas Bradley, Ryan P. Russell, «A Continuation Method for Converting Trajectories from Patched Conics to Full Gravity Models», J of Astronaut Sci, 2014