

Olimpiadi Italiane di Astronomia 2019

INAF – Osservatorio Astrofisico di Catania

Corso di preparazione alla Finale Nazionale: Categorie **Junior 1 + Junior 2 + Senior**

Incontro 7: 9 aprile 2019 - A cura di: Giuseppe Cutispoto e Mariachiara Falco

27. KA

Calcolate le dimensioni angolari minime e massime possibili del Sole e della Terra visti da Nettuno. Trascurate l'inclinazione dell'orbita di Nettuno sull'eclittica. Fornite il risultato in secondi d'arco.

29. KA

A una massima elongazione la distanza angolare di Venere dal Sole era di $46^{\circ} 19'$, mentre la Terra si trovava esattamente a 1 UA dal Sole. Ricavate a che distanza si trovava Venere dal Sole e dalla Terra in UA e in km.

30. KA

Osservate una configurazione planetaria molto particolare, con Venere alla massima elongazione est e angolarmente vicinissimo (in congiunzione) a Marte. Calcolate la distanza Terra-Marte, assumendo tutte le orbite circolari e trascurando le loro inclinazioni sull'eclittica

31. KA

Quando Venere si trova in congiunzione inferiore, Sole, Venere e Terra si trovano lungo la stessa retta. Dopo quanto tempo Sole, Venere e Terra saranno per la prima volta nuovamente allineati ?

43. KA

Calcolate la velocità al perielio di un asteroide con periodo orbitale $P = 517.9$ giorni ed eccentricità dell'orbita $e = 0.2080$

8. VA

La costante solare è la quantità di energia che arriva sulla Terra dal Sole per unità di tempo e superficie (quindi è una potenza per unità di superficie), misurata al limite superiore dell'atmosfera su un piano perpendicolare alla direzione di arrivo. Il suo valore medio è: $\varepsilon = 1366 \text{ W m}^{-2}$. Si determini: a) la Luminosità del Sole; b) la sua temperatura efficace; c) la quantità di materia solare che viene trasformata ogni secondo in energia.

11. VA

Volete costruire un tunnel sotterraneo rettilineo per collegare Catania ($\varphi = 37^{\circ} 29' \text{ N}$; $\lambda = 15^{\circ} 4' \text{ E}$) e Vienna ($\varphi = 48^{\circ} 12' \text{ N}$; $\lambda = 16^{\circ} 22' \text{ E}$). Trascurando la differenza di longitudine tra le due città, stimate la lunghezza del tunnel.

12. MA

Una binaria spettroscopica è formata da una stella di luminosità costante con $M_1 = 2.75$ e da una stella variabile la cui magnitudine al minimo di luminosità è $M_{2\text{min}} = 4.15$ e la cui ampiezza di variazione è $\Delta M = 1.00$. Quanto valgono le magnitudini della binaria quando la variabile è al minimo e al massimo di luminosità?

27. MA

Un ammasso stellare non risolto è composto da "N" stelle tutte uguali al Sole. L'ammasso si trova a una distanza di $45 \cdot 10^3$ anni luce e la sua magnitudine integrata è $m_{\text{TOT}} = 15.1$. Calcolare il numero di stelle "N" che compongono l'ammasso.

Soluzioni

27. KA

Le dimensioni angolari massime e minime del Sole si avranno quando Nettuno è, rispettivamente, al perielio ($D_{NP} = 29.81 \text{ UA} = 4.459 \cdot 10^9 \text{ km}$) e all'afelio ($D_{NA} = 30.33 \text{ UA} = 4.537 \cdot 10^9 \text{ km}$). Le dimensioni angolari del Sole (β_{\odot}) saranno:

$$\beta_{\odot \min} = 2 \arcsen \frac{R_{\odot}}{D_{NA}} = 2 \arcsen \frac{695500}{4.537 \cdot 10^9} \cong 63''.24$$

$$\beta_{\odot \max} = 2 \arcsen \frac{R_{\odot}}{D_{NP}} = 2 \arcsen \frac{695500}{4.459 \cdot 10^9} \cong 64''.34$$

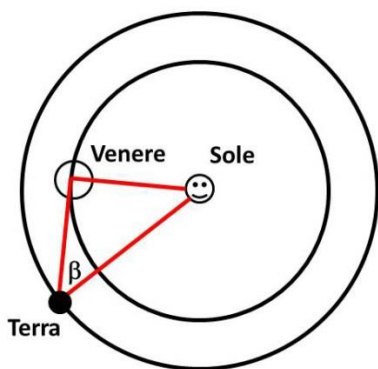
La dimensione massima assoluta della Terra si avrà quando si verificano simultaneamente le condizioni: 1) Terra in congiunzione inferiore; 2) Nettuno al perielio; 3) Terra all'afelio (quindi con le linee degli apsi di Nettuno e della Terra allineate); in questo caso la distanza (la minima possibile) Terra-Nettuno vale: $d_{\min TN} = D_{NP} - D_{TA} = 4.459 \cdot 10^9 \text{ km} - 152.1 \cdot 10^6 \text{ km} = 4.307 \cdot 10^9 \text{ km}$, per cui la dimensione angolare massima sarà:

$$\beta_{T \max} = 2 \arcsen \frac{R_T}{d_{\min TN}} = 2 \arcsen \frac{6378}{4.307 \cdot 10^9} \cong 0''.611$$

La dimensione minima assoluta della Terra si avrà quando si verificano simultaneamente le condizioni: 1) Terra in congiunzione superiore; 2) Nettuno all'afelio; 3) Terra all'afelio (anche in questo caso le linee degli apsi di Nettuno e Terra risultano allineate); in questo caso la distanza (la massima possibile) Terra-Nettuno vale: $d_{\max TN} = D_{NA} + D_{TA} = 4.459 \cdot 10^9 \text{ km} + 152.1 \cdot 10^6 \text{ km} = 4.689 \cdot 10^9 \text{ km}$ e la dimensione angolare minima sarà:

$$\beta_{T \min} = 2 \arcsen \frac{R_T}{d_{\max TN}} = 2 \arcsen \frac{6378}{4.689 \cdot 10^9} \cong 0''.561$$

Nota: da Nettuno l'osservazione della Terra in congiunzione inferiore sarebbe possibile durante un suo "transito" sul disco solare; l'osservazione della Terra in congiunzione superiore potrebbe essere fatta, in considerazione del fatto che le due orbite non sono in effetti perfettamente complanari, ma sarebbe comunque estremamente difficile.



29. KA

A una massima elongazione il Sole, Venere e la Terra si trovano ai vertici di un triangolo rettangolo, con Venere nel vertice corrispondente all'angolo retto. In questa configurazione possiamo osservare metà della superficie del pianeta. Quella mostrata in figura è una massima elongazione Est.

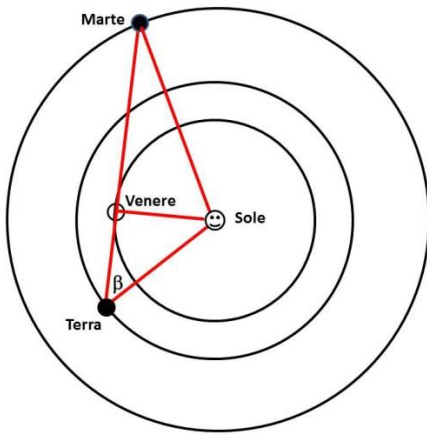
Detti VS la distanza Venere-Sole, VT la distanza Venere-Terra e TS la distanza Terra-Sole ($= 1 \text{ UA}$), vale la relazione:

$$VS = 1 \text{ UA} \cdot \sin 46^\circ.32 \cong 0.7232 \text{ UA} \cong 108.2 \cdot 10^6 \text{ km}$$

La distanza VT si può ricavare con il teorema di Pitagora, oppure dalla relazione:

$$VT = TS \cdot \cos 46^\circ.32 \cong 0.6906 \text{ UA} \cong 103.3 \cdot 10^6 \text{ km}$$

30. KA



In questa semplice configurazione possiamo assumere che Sole, Terra, Venere e Marte si trovino ai vertici di due triangoli rettangoli con il lato VS in comune e risolvere il problema con il teorema di Pitagora.

$$VT = \sqrt{TS^2 - VS^2} \cong \sqrt{2.238 \cdot 10^{16} - 1.171 \cdot 10^{16}} \cong 103.3 \cdot 10^6 \text{ km}$$

$$MV = \sqrt{MS^2 - VS^2} \cong \sqrt{5.194 \cdot 10^{16} - 1.171 \cdot 10^{16}} \cong 200.6 \cdot 10^6 \text{ km}$$

$$MT = VT + MV \cong 103.3 \cdot 10^6 \text{ km} + 200.6 \cdot 10^6 \text{ km} \cong 303.9 \cdot 10^6 \text{ km}$$

31. KA

Calcoliamo il periodo sinodico di Venere (S_V), che ci fornisce il tempo tra una congiunzione inferiore e la successiva, detti P_T e P_V i periodi orbitali di Terra e Venere avremo:

$$S_V = \frac{P_T \cdot P_V}{|P_T - P_V|} = \frac{365.26 \cdot 224.70}{365.26 - 224.70} = \frac{82074}{140.56} \cong 583.91 \text{ g}$$

In realtà i tre corpi sono allineati anche quando Venere si trova in congiunzione superiore. Assumendo orbite circolari, il tempo tra una congiunzione inferiore e la successiva congiunzione superiore (nel caso dei pianeti esterni tra un'opposizione e la congiunzione superiore successiva) è pari alla metà del periodo sinodico. Quindi il prossimo allineamento dei tre corpi si avrà dopo un tempo:

$$T = \frac{S_V}{2} \cong 291.96 \text{ g}$$

43. KA

Esprimendo il periodo in anni possiamo ricavare il semiasse maggiore dell'orbita dalla relazione:

$$a = \sqrt[3]{\left(\frac{517.9}{365.26}\right)^2} \cong \sqrt[3]{1.418^2} \cong 1.262 \text{ UA} \cong 188.8 \cdot 10^6 \text{ km}$$

La velocità media lungo l'orbita (v_m) e la velocità al perielio (v_p) sono date dalle relazioni:

$$v_m = \sqrt{\frac{GM_\odot}{a}} = \sqrt{\frac{6.674 \cdot 10^{-11} \cdot 1.99 \cdot 10^{30}}{188.8 \cdot 10^9}} \cong 26.5 \frac{\text{km}}{\text{s}} \quad v_p = v_m \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} = 26.5 \sqrt{\frac{1.2080}{0.792}} \cong 32.7 \frac{\text{km}}{\text{s}}$$

8. VA

La luminosità del Sole (energia emessa in un secondo) si ottiene moltiplicando ε per la superficie di una sfera con raggio pari a 1 UA. Sarà dunque:

$$L_\odot = \varepsilon \cdot 4 \pi (\text{UA})^2 = 1366 \cdot 4 \pi (149.6 \cdot 10^9)^2 = 3.842 \cdot 10^{26} \text{ W}$$

Il Sole, come tutte le stelle, si comporta, in prima approssimazione, come un corpo nero, per cui l'energia emessa per unità di superficie e di tempo vale: $E = \sigma T_e^4$. Quindi considerando l'intera superficie: $L_\odot = 4 \pi R_\odot^2 \cdot \sigma T_e^4$, da cui:

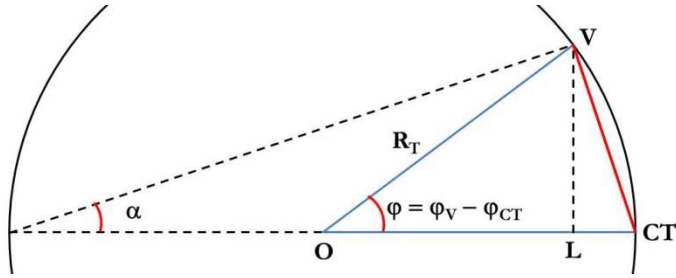
$$T_e = \sqrt[4]{\frac{L_\odot}{4 \pi \cdot \sigma \cdot R_\odot^2}} = \sqrt[4]{\frac{3.842 \cdot 10^{26}}{4 \pi \cdot 5.670 \cdot 10^{-8} (695500 \cdot 10^3)^2}} \cong \sqrt[4]{1.115 \cdot 10^{15}} \cong 5778 \text{ K}$$

L'energia emessa dal Sole è dovuta ai processi di fusione nucleare dell'idrogeno in elio che si verificano nel nucleo. Dalla legge di Einstein di equivalenza tra materia e energia ($E = m c^2$) la

quantità di materia Δm che deve essere trasformata ogni secondo per produrre un'energia pari alla luminosità del Sole sarà:

$$\Delta m = \frac{E}{c^2} = \frac{L_{\odot}}{c^2} = \frac{3.842 \cdot 10^{26}}{(299792 \cdot 10^3)^2} \cong 4.275 \cdot 10^9 \text{ kg s}^{-1} \cong 2.15 \cdot 10^{-21} M_{\odot} \text{ s}^{-1}.$$

11. VA



Consideriamo il cerchio massimo passante per Vienna e per Catania (che stiamo assumendo alla stella longitudine). Possiamo calcolare la distanza lineare tra le due località (V-CT) con il teorema di Pitagora o con il teorema della corda.

La differenza di latitudine tra Catania e Vienna è:

$$\varphi = \varphi_V - \varphi_{CT} = (48^\circ 12' - 37^\circ 29') = 10^\circ 43' \cong 10.72$$

Teorema di Pitagora: $VL = R_T \sin \varphi \cong 1186 \text{ km}$ $LCT = R_T - OL = R_T - R_T \cos \varphi \cong 111 \text{ km}$

$$V - CT = \sqrt{VL^2 + LCT^2} \cong 1190 \text{ km}$$

Teorema della corda: $V - CT = 2 R_T \sin \alpha = 2 R_T \sin \left(\frac{180 - (180 - \varphi)}{2} \right) = 2 R_T \sin 5.36 \cong 1190 \text{ km}$

12. MA

La magnitudine della variabile al massimo di luminosità è: $M_{2max} = M_{2min} - \Delta M = 4.15 - 1.00 = 3.15$.

Utilizzando la relazione $m_{1+2} = m_2 - 2.5 \log (10^{0.4(m_2 - m_1)} + 1)$, avremo:

$$M_{max} = M_1 + M_{2max} = 2.75 + 3.15 = 2.18 \text{ (quando la variabile è al massimo di luminosità)}$$

$$M_{min} = M_1 + M_{2min} = 2.75 + 4.15 = 2.49 \text{ (quando la variabile è al minimo di luminosità)}$$

27. MA

Alla distanza $d = 45 \cdot 10^3$ anni luce = 13800 pc, la magnitudine apparente del Sole è data da:

$$m_{\odot} = M + 5 \log d - 5 = 20.53$$

Consideriamo la differenza di magnitudine tra l'ammasso e il Sole visto alla distanza dell'ammasso:

$$m_{TOT} = m_{\odot} - 2.5 \log \frac{F_{TOT}}{F_{\odot}} = m_{\odot} - 2.5 \log \frac{N F_{\odot}}{F_{\odot}} = m_{\odot} - 2.5 \log N \text{ da cui ricaviamo:}$$

$$N = 10^{\left(\frac{m_{\odot} - m_{TOT}}{2.5} \right)} = 10^{\left(\frac{20.53 - 15.1}{2.5} \right)} \cong 150$$