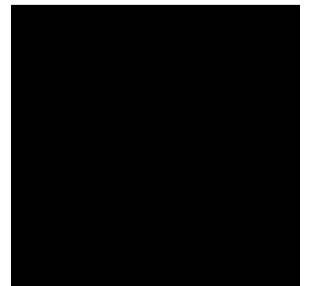
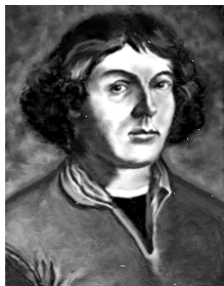
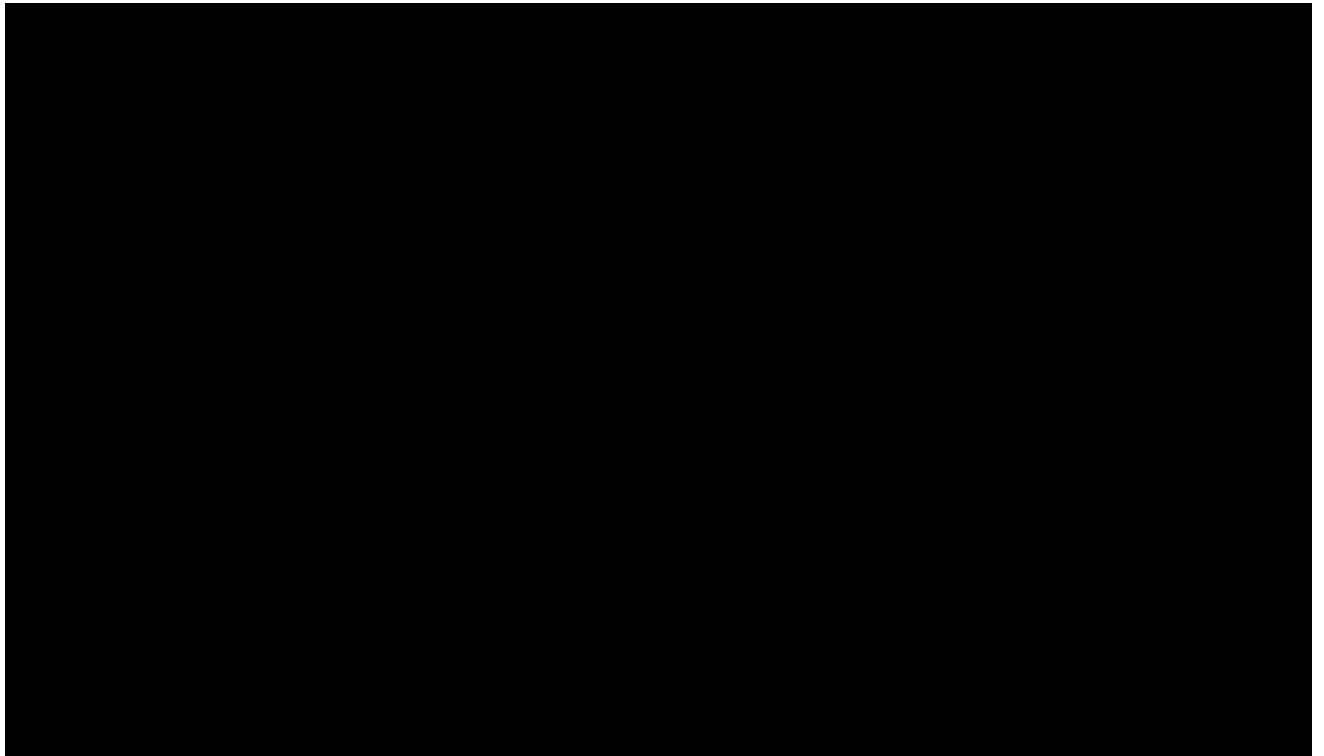
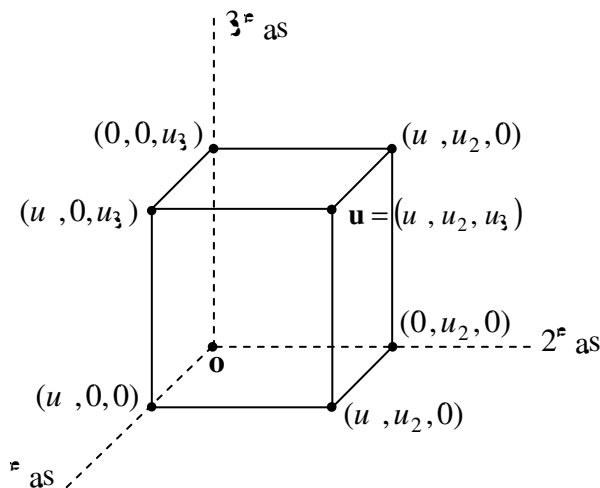


De wetten van Kepler



s. a. a. l. e. n. \mathbb{R}^3 te g. a. n. n. d. e. u. t. e. r. s. t. e. o. o. d. e. t. e. o. r. e. s. o. r. e. v. a. n. d. e. d. r. e. a. s. s. e. n. z. e. g. e. v. e. n. d. e. r. e. s. t. e. c. w. e. t. e. c. o. o. d. n. a. t. e. n. v. a. n. t. e. u. n. t. e. r. s. t. e. d. r. e. a. (u, u_2, u_3) n. o. r. e. n. \mathbb{R}^3 s. o. s. o. t. e. u. n. t. e. z. e. n. u. a. s. t. e. n. u. n. t. e. d. r. e. d. r. e. n. s. o. n. a. t. e. u. t. e. g. e. t. e. d. i. o. n. b. e. u. n. t. e. u. n. t. e. d. r. e. d. r. e. n. s. o. n. a. t. e. u. t. e. d. r. e. g. e. a. t. e. n. u, u_2 e. n. u_3 . H. e. g. e. a. t. e. u. t. e. d. r. e. s. t. e. c. o. o. d. n. a. t. e. v. a. n. u, u_2 d. e. \mathbb{R}^3 t. e. d. e. c. o. o. d. n. a. t. e. v. a. n. u e. n. u_3 d. e. d. e. c. o. o. d. n. a. t. e. v. a. n. u . I. n. \mathbb{R}^3 h. e. b. b. e. n. v. e. r. e. o. r. e. n. $o = (0, 0, 0)$. H. e. o. n. d. e. s. t. e. n. a. a. t. e. g. e. t. e. n. d. v. a. n. e. e. n. v. e. c. t. o. r. o. e. g. b. o. u. n. d. e. v. a. n. $o = (0, 0, 0)$ e. n. e. n. t. e. u. n. t. e. $u = (u, u_2, u_3)$. H. e. r. e. g. e. v. a. n. t. e. b. o. s. u , d. e. b. r. e. d. t. e. s. u_2 e. n. d. i. e. o. o. g. t. e. s. u_3 , a. a. b. w. i. l. l. a. a. n. n. e. m. e. n. d. a. d. e. z. e. d. r. e. g. e. a. t. e. n. o. s. t. z. e. n.



H. e. d. e. f. i. n. i. t. i. e. n. \mathbb{R}^3 t. e. b. e. t. e. n. g. e. n. e. n. o. r. e. n. g. e. n. e. n. s. c. a. l. a. r. v. e. r. e. t. e. n. g. u. d. g. n. g. H. e. o. r. e. n. g. v. a. n. $u = (u, u_2, u_3)$ e. n. $v = (v_1, v_2, v_3)$ w. i. l. l. e. n. n. t. e. u. n. t. e. $u + v$ o. v. a. d. e. f. o. r. $u + v = (u + v_1, u_2 + v_2, u_3 + v_3)$.

H. e. v. e. r. e. t. e. n. g. u. d. g. n. g. v. a. n. e. n. t. e. u. n. t. e. $u = (u, u_2, u_3)$ t. e. t. e. n. t. e. g. e. a. t. e. o. d. s. c. a. l. a. r. v. e. r. e. t. e. n. g. u. d. g. n. g. g. e. n. o. e. d. (e. e. n. s. c. a. l. a. r. s. t. e. n. t. e. g. e. a. t. e. n. w. i. l. l. e. n. n. t. e. u. n. t. e. u o. v. a. d. e. f. o. r. $u = (u, u_2, u_3)$).

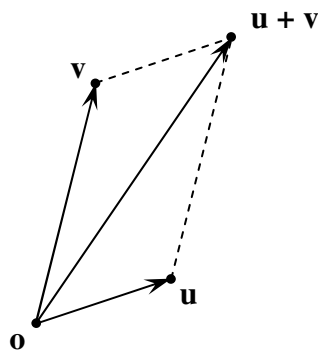
M. e. o. d. a. t. e. n. \mathbb{R}^3 t. e. s. e. t. t. e. g. e. b. u. t. e. h. e. b. b. e. n. v. o. o. d. e. s. c. a. l. a. r. v. e. r. e. t. e. n. g. e. a. t. e. n. n. e. t. e. n. g. e. w. i. l. l. o. m. e. t. e. u. d. o. e. n. t. e. t. e. t. e. n. t. e. d. e. n. o. d. e. z. e. t. a. n. t. e. z. i. n. s. c. a. l. a. r. n. (t. e. g. e. a. t. e. n.) n. o. g. b. e. t. e. o. n. d. e. s. c. a. l. a. r. v. e. r. e. t. e. n. g. e. a. t. e. n. (d. e.

a) $\vec{u} + \vec{v} = \vec{v} + \vec{u}$ (Commutative law of addition)
 b) $\vec{u} + \vec{0} = \vec{0} + \vec{u} = \vec{u}$ (Identity law)
 c) $(\vec{u} + \vec{v}) + \vec{w} = \vec{u} + (\vec{v} + \vec{w})$ (Associative law)
 d) $\vec{u} = \vec{u}$ (Reflexive law)
 e) $(\mu\vec{u}) = (\mu)\vec{u}$ (Scalar multiplication)
 f) $(\vec{u} + \vec{v}) = \vec{u} + \vec{v}$ (Distributive law)
 g) $(\lambda + \mu)\vec{u} = \lambda\vec{u} + \mu\vec{u}$ (Distributive law)

We show that the above laws hold in the vector space of points, for example:

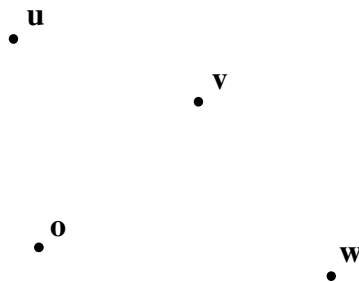
$$\begin{aligned}
 \vec{u} + \vec{v} &= \vec{v} + \vec{u} \\
 \vec{u} + \vec{0} &= \vec{0} + \vec{u} = \vec{u} \\
 (\vec{u} + \vec{v}) + \vec{w} &= \vec{u} + (\vec{v} + \vec{w}) \\
 \vec{u} &= \vec{u} \\
 (\mu\vec{u}) &= (\mu)\vec{u} \\
 (\vec{u} + \vec{v}) &= \vec{u} + \vec{v} \\
 (\lambda + \mu)\vec{u} &= \lambda\vec{u} + \mu\vec{u}
 \end{aligned}$$

We show that the above laws hold in the vector space of points, for example:



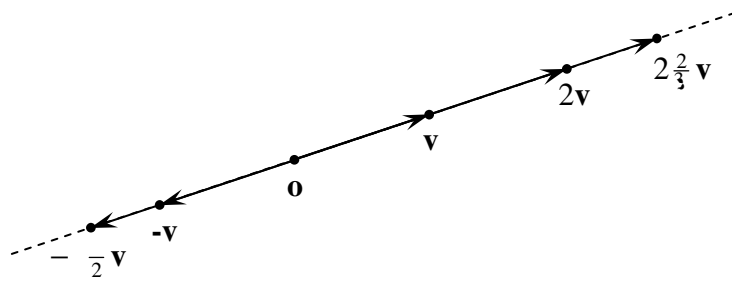
As $\vec{0}$, \vec{u} and \vec{v} are in the same plane, the above laws hold.

Opgave 1.1. In de figuur hieronder staan de punten \mathbf{o} , \mathbf{u} , \mathbf{v} en \mathbf{w} . Het punt \mathbf{o} is de oorsprong. Neem de figuur over en bepaal met de parallellogramconstructie de punten $(\mathbf{u} + \mathbf{v}) + \mathbf{w}$ en $\mathbf{u} + (\mathbf{v} + \mathbf{w})$ en ga na dat deze punten samen vallen.



Opgave 1.2. Laat met een algebraïsche berekening zien dat voor elk drietal punten \mathbf{u} , \mathbf{v} en \mathbf{w} ten opzichte van een gekozen oorsprong \mathbf{o} geldt: $(\mathbf{u} + \mathbf{v}) + \mathbf{w} = \mathbf{u} + (\mathbf{v} + \mathbf{w})$. Schrijf hiervoor \mathbf{u} , \mathbf{v} en \mathbf{w} in coördinaat: $\mathbf{u} = (u_1, u_2, u_3)$, $\mathbf{v} = (v_1, v_2, v_3)$ en $\mathbf{w} = (w_1, w_2, w_3)$.

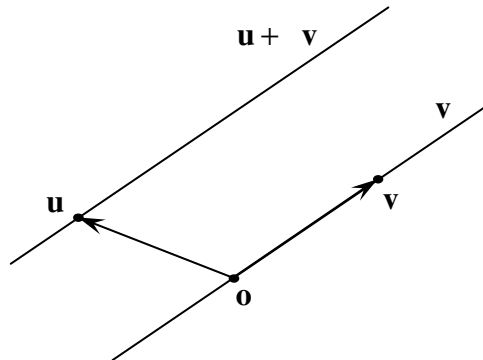
Bereken de scalaire en guldgingen van \mathbf{v} ten opzichte van de oorsprong \mathbf{o} en de scalaire en guldgingen van \mathbf{v} ten opzichte van de oorsprong \mathbf{o} en de scalaire en guldgingen van \mathbf{v} ten opzichte van de oorsprong \mathbf{o} . Bepaal de guldging van \mathbf{v} ten opzichte van de oorsprong \mathbf{o} en de scalaire en guldgingen van \mathbf{v} ten opzichte van de oorsprong \mathbf{o} .



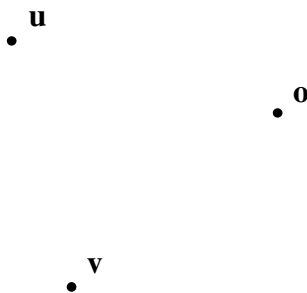
Opgave 1. . Laat met een algebraïsche berekening zien dat voor elk getal λ en elk tweetal punten u en v ten opzichte van een gekozen oorsprong o geldt: $(\lambda u + \lambda v) = \lambda(u + v)$. Schrijf u en v weer in coördinaat.

De scalaire vermenigvuldiging λu is gedefinieerd door $\lambda(u + v) = \lambda u + \lambda v$ en $(\lambda u) + v = \lambda u + v$. De distributiviteitswetten zijn $\lambda(\mu u) = (\lambda\mu)u$ en $(\lambda + \mu)u = \lambda u + \mu u$. De associativiteitswet is $(\lambda(\mu v)) = (\lambda\mu)v$. De nulwet is $0u = o$ en $\lambda o = o$. De eenheidswet is $1u = u$. De negatieve wet is $(-\lambda)u = -(\lambda u)$ en $u + (-u) = o$. De distributiviteitswetten zijn $\lambda(u - v) = \lambda u - \lambda v$, $-\lambda(u - v) = -\lambda u + \lambda v = \lambda v - \lambda u$ en $\lambda(u - (v + w)) = \lambda u - \lambda(v + w) = \lambda u - \lambda v - \lambda w$.

Is $v \neq o$, dan is v een draager van v (aan v door \mathbb{R} heen), genaamd de draager van v . De scalaire vermenigvuldiging λv is de draager van λv . De draager van $u + v$ is de draager van u en v . De draager van $u - v$ is de draager van u en $-v$.



Opgave 1. . Hieronder staan de punten o , u en v . Punt o is de oorsprong. Neem de figuur over en teken de punten $u + v$, $u - v$ en $v - u$ erbij.



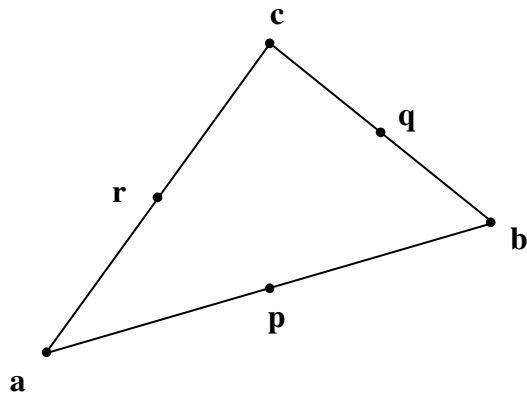
Opgave 1.5. Hieronder staan twee punten **a** en **b**.



- Neem de figuur over en kies zelf een plaats voor de oorsprong **o**. Zet vervolgens de punten $2\mathbf{a}-\mathbf{b}$, $\frac{1}{2}\mathbf{a}+\frac{1}{2}\mathbf{b}$ en $3\mathbf{b}-2\mathbf{a}$ erbij.
- Neem de figuur nogmaals over en kies nu een andere plaats voor de oorsprong. Zet vervolgens weer de punten $2\mathbf{a}-\mathbf{b}$, $\frac{1}{2}\mathbf{a}+\frac{1}{2}\mathbf{b}$ en $3\mathbf{b}-2\mathbf{a}$ erbij.
- Vergelijk de figuren die je bij a. en bij b. hebt gekregen. Valt je iets op?
- Teken in beide figuren ook het punt $\mathbf{a}+\mathbf{b}$ erbij? Krijg je weer hetzelfde punt?
- Voor welke getallen λ en μ zal de plaats van het punt $\lambda\mathbf{a}+\mu\mathbf{b}$ niet afhangen van de plaats van de oorsprong? Formuleer een vermoeden.
- Leg uit dat elk punt van de vorm $\lambda\mathbf{a}+(\lambda-\mu)\mathbf{b}$ op de lijn door **a** en **b** ligt.
- Leg uit dat de plaats van een punt van de vorm $\lambda\mathbf{a}+(\lambda-\mu)\mathbf{b}$ niet afhangt van de plaats van de oorsprong.

Opgave 1.†. Gegeven is een driehoek met hoekpunten **a**, **b** en **c**. We kiezen een zekere oorsprong **o** in het Euclidische vlak² (althoewel alles wat we verder in deze opgave opschrijven onafhankelijk is van deze keuze). Het punt dat midden tussen **a** en **b** ligt is **p**, het punt dat midden tussen **b** en **c** ligt is **q** en het punt dat midden tussen **a** en **c** ligt is **r**. Hierna is deze driehoek getekend.

² Het is mogelijk om te werken in een 3-dimensionaal vlak (3-dimensionaal vlak) of in een 2-dimensionaal vlak (2-dimensionaal vlak) of in een 1-dimensionaal vlak (1-dimensionaal vlak) of in een 0-dimensionaal vlak (0-dimensionaal vlak). Het is echter gebruikelijk om te werken in een 2-dimensionaal vlak (2-dimensionaal vlak).



- Druk de middens **p**, **q** en **r** uit in de hoekpunten **a**, **b** en **c**.
- Druk ook de hoekpunten **a**, **b** en **c** uit in de middens **p**, **q** en **r**. Hint: Teken de drie middenparallellellen.
- Toon aan dat het punt $\mathbf{z} = \frac{1}{3}(\mathbf{a} + \mathbf{b} + \mathbf{c})$ ligt op de zwaartelij³ door **a**.
- Toon aan dat de drie zwaartelijnen van de driehoek door één punt gaan. (Dit punt wordt het zwaartepunt van de driehoek genoemd.)

³ Het is aan te nemen dat de zwaartelijnen door één punt gaan, dan kan de zwaartelijne door **a** worden gebruikt om de zwaartepunt te vinden.

• Het inwendig product

Toen a geba ten reende gestreden v a ten w a ten, w as n v o o gang angzaa ten n n be re . Maa s nds be dev a ten z nv ten gd, hebben ze re aa onde ngv re se ten z n ze geza ten o ge o ten naa re fce re.
Joseph-Louis Lagrange (1734- 1813)

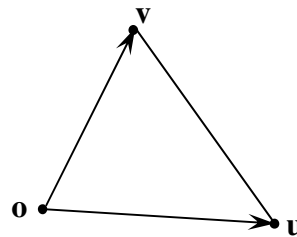
re engv an reenv re o $\mathbf{u} = (u_1, u_2, u_3)$ s $\sqrt{u_1^2 + u_2^2 + u_3^2}$. s n re z ren doo de se ngv an y ago as re aa o re assen n de bo f ga o ag na 2. re engv an re o u no re n re re |u|.

Opgave 1.1. Bereken in elk van de volgende gevallen de lengtes van de twee genoemde vectoren en de afstand tussen hun eindpunten.

- a. $\mathbf{a} = (1, 2, 3)$ en $\mathbf{b} = (2, 2, -2)$
- b. $\mathbf{c} = (1, -2, 4)$ en $\mathbf{d} = (3, 2, 1)$
- c. $\mathbf{e} = (0, 2, 3)$ en $\mathbf{f} = (1, 2, -1)$

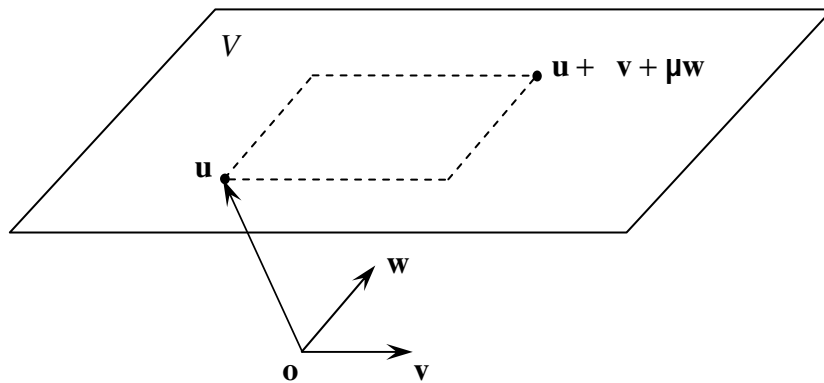
Opgave 1.2. Gegeven is een driehoek in de ruimte met hoekpunten \mathbf{o} , \mathbf{u} en \mathbf{v} . De hoek tussen de vectoren \mathbf{u} en \mathbf{v} noemen we γ . Hierbij is $0 \leq \gamma \leq 180^\circ$.

- a. Ga na dat $|\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 = |\mathbf{v} - \mathbf{u}|^2$ als $\gamma = 90^\circ$.
- b. Ga na dat $|\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 < |\mathbf{v} - \mathbf{u}|^2$ als $\gamma > 90^\circ$
en ook dat $|\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 > |\mathbf{v} - \mathbf{u}|^2$ als $\gamma < 90^\circ$.

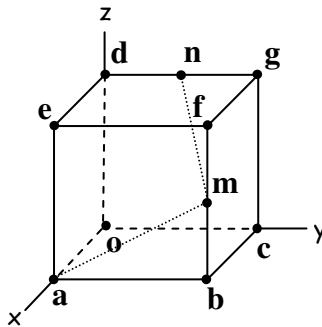


Opgave 1.3. Ga in elk van de volgende gevallen na of de hoek tussen de twee genoemde vectoren recht, scherp of stomp is.

- a. $\mathbf{a} = (1, 2, 3)$ en $\mathbf{b} = (2, 2, -2)$
- b. $\mathbf{c} = (1, -2, 4)$ en $\mathbf{d} = (3, 2, 1)$
- c. $\mathbf{e} = (0, 2, 3)$ en $\mathbf{f} = (1, 2, -1)$



Opgave 1. Gegeven is een kubus $oabc.defg$ met ribbe 4. Punt m is het midden van ribbe bf en punt n is het midden van ribbe dg .



- Laat zien dat de lijnen ac en db loodrecht op elkaar staan.
- Is de hoek tussen de lijnstukken am en nm scherp, recht of stomp?

Een punt p ligt zodanig op de z -as, dat lijnstuk bp loodrecht staat op het vlak door a , m en c .

- Bereken de coördinaten van punt p . Hint: een lijn staat loodrecht op een vlak, als hij loodrecht staat op twee niet-proportionele richtingsvectoren van dat vlak.

De \cdot is symmetrisch, dat wil zeggen dat voor twee vectoren u en v geldt: $u \cdot v = v \cdot u$.
 De \cdot is ook bilineair, dat wil zeggen dat voor twee vectoren u en v en een scalaire factor λ geldt:

$$\begin{aligned}
(\mathbf{u} + \mathbf{v}) \cdot \mathbf{w} &= \mathbf{u} \cdot \mathbf{w} + \mathbf{v} \cdot \mathbf{w} \\
\mathbf{u} \cdot (\mathbf{v} + \mathbf{w}) &= \mathbf{u} \cdot \mathbf{v} + \mathbf{u} \cdot \mathbf{w} \\
(\mathbf{u}) \cdot \mathbf{v} &= (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}) \\
\mathbf{u} \cdot (\mathbf{v}) &= (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v})
\end{aligned}$$

De volgende sv an deze regels gaa doo $\mathbf{u} = (u_1, u_2, u_3)$, $\mathbf{v} = (v_1, v_2, v_3)$ en $\mathbf{w} = (w_1, w_2, w_3)$ te schrijven en te verifiëren dat de regels kloppen.

Opgave 8. Controleer door middel van uitschrijven dat:

- $\mathbf{u} \cdot \mathbf{v} = \mathbf{v} \cdot \mathbf{u}$
- $(\mathbf{u} + \mathbf{v}) \cdot \mathbf{w} = \mathbf{u} \cdot \mathbf{w} + \mathbf{v} \cdot \mathbf{w}$
- $(\mathbf{u}) \cdot \mathbf{v} = (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v})$

Een andere manier om te zien dat $|\mathbf{u}| = \sqrt{\mathbf{u} \cdot \mathbf{u}}$ is, is door de lengte van \mathbf{u} te berekenen met behulp van de definitie van de lengte van een vector. Het geldt dat $|\mathbf{u}|^2 = \mathbf{u} \cdot \mathbf{u}$ en dus $|\mathbf{u}| = \sqrt{\mathbf{u} \cdot \mathbf{u}}$.

Opgave 9. Controleer het bovenstaande door middel van uitschrijven.

Opgave 10. Gegeven zijn twee vectoren \mathbf{u} en \mathbf{v} in \mathbb{R}^3 . Bewijs met behulp van de regels voor inproducten de volgende formules:

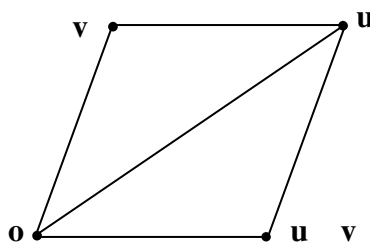
- $|\mathbf{u} + \mathbf{v}|^2 = |\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 + 2\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}$
- $|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^2 = |\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 - 2\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}$
- $(\mathbf{u} + \mathbf{v}) \cdot (\mathbf{u} - \mathbf{v}) = |\mathbf{u}|^2 - |\mathbf{v}|^2$
- $|\mathbf{u} + \mathbf{v}|^2 + |\mathbf{u} - \mathbf{v}|^2 = 2|\mathbf{u}|^2 + 2|\mathbf{v}|^2$

Opmerking. Uit opgave 2.10 c volgt dat de diagonalen in een parallellogram loodrecht op elkaar staan, precies dan als het parallellogram een ruit is. Ga dit na. De formule bij onderdeel d staat bekend als de parallellogramwet. Als je van een parallellogram de lengtes van de zijden en de lengte van één van de diagonalen kent, dan kun je met deze formule de lengte van de andere diagonaal berekenen.

De volgende stelling geeft een antwoord op de vraag naar de betekenis van de hoek die gevormd wordt door twee vectoren \mathbf{u} en \mathbf{v} .

Stelling 2.2. Als $\mathbf{u} \neq \mathbf{0}$ en $\mathbf{v} \neq \mathbf{0}$, dan geldt $\mathbf{u} \cdot \mathbf{v} = |\mathbf{u}| \cdot |\mathbf{v}| \cdot \cos \theta$, waarbij θ de hoek is tussen \mathbf{u} en \mathbf{v} .

Bewijs. We nemen een geschikt aantal punten.



Wevens bepalen we de lengtes van de zijden van de driehoek gevormd door de punten o , u en v . De afstand van o tot u is gelijk aan $|\mathbf{u}|$ en de afstand van o tot v is gelijk aan $|\mathbf{v}|$. De afstand van u tot v is gelijk aan de afstand van o tot $\mathbf{u} - \mathbf{v}$ en dit is gelijk aan $|\mathbf{u} - \mathbf{v}|$. Passen we nu de cosinusregel op deze driehoek, dan vinden we dat $|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^2 = |\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 - 2 \cdot |\mathbf{u}| \cdot |\mathbf{v}| \cdot \cos \theta$.

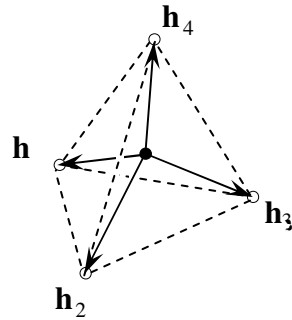
Wanneer de zijden ook nog $2 \cdot \mathbf{u} \cdot \mathbf{v}$ toevoegen aan: $|\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 - 2 \cdot (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v})$. Dus geldt: $|\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 - 2 \cdot (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}) = |\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 - 2 \cdot |\mathbf{u}| \cdot |\mathbf{v}| \cdot \cos \theta$, waarbij de stelling nu ook duidelijk (door schakelen) volgt. \square

Opgave 2.11. Bereken de hoek die de vectoren $\mathbf{a} = (1, 2, 3)$ en $\mathbf{b} = (4, 5, 6)$ met elkaar maken in graden nauwkeurig.

Opgave 2.12. Bereken de hoek tussen de lijnstukken \mathbf{am} en \mathbf{nm} in de kubus van opgave 2.7 in graden nauwkeurig.

Opgave 2.13. Leg uit hoe Stelling 2.1 direct volgt uit Stelling 2.2.

Opgave 1. Een model van het CH_4 -molecuul ziet er als volgt uit. Het koolstofatoom zit in het zwaartepunt van een (regelmatige) tetraëder waarbij de waterstofatomen in de hoekpunten zitten. Kies de oorsprong zo, dat deze bij het C-atoom ligt. Noem de vectoren vanuit het C-atoom naar een van de H-atomen respectievelijk \mathbf{h}_1 , \mathbf{h}_2 , \mathbf{h}_3 en \mathbf{h}_4 . De lengtes van de vier vectoren $|\mathbf{h}_i|$ zijn gelijk en de zes hoeken tussen \mathbf{h}_i en \mathbf{h}_j ($i \neq j$) zijn ook gelijk. Omdat het koolstofatoom in het zwaartepunt zit, is $\mathbf{h}_1 + \mathbf{h}_2 + \mathbf{h}_3 + \mathbf{h}_4$ gelijk aan de nulvector.



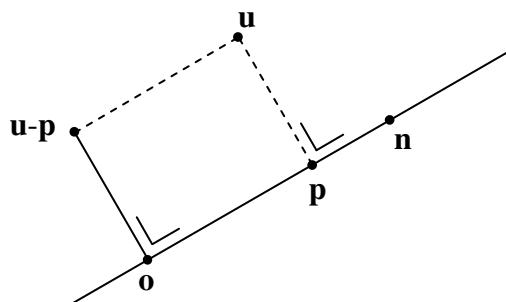
Bereken in graden nauwkeurig de hoek tussen \mathbf{h}_i en \mathbf{h}_j ($i \neq j$).

Hint: Bekijk $\mathbf{h}_i \cdot (\mathbf{h}_1 + \mathbf{h}_2 + \mathbf{h}_3 + \mathbf{h}_4)$.

Wanneer \mathbf{u} en \mathbf{n} twee vectoren zijn die de oorsprong hebben van een vector \mathbf{u} en de drager van een vector \mathbf{n} ($\mathbf{n} \neq \mathbf{0}$) bepalen, dan is de loodrechte projectie van \mathbf{u} op de drager van \mathbf{n} de vector \mathbf{p} die de drager van \mathbf{n} raakt en loodrecht op $\mathbf{u} - \mathbf{p}$ staat. De projectie \mathbf{p} wordt gegeven door $\mathbf{p} = \frac{\mathbf{u} \cdot \mathbf{n}}{|\mathbf{n}|^2} \mathbf{n}$.

Stelling 1. Gegeven zijn een vector \mathbf{u} en een vector $\mathbf{n} \neq \mathbf{0}$. De loodrechte projectie \mathbf{p} van \mathbf{u} op de drager van \mathbf{n} wordt gegeven door $\mathbf{p} = \frac{\mathbf{u} \cdot \mathbf{n}}{|\mathbf{n}|^2} \mathbf{n}$.

Bewijs. De vectoren \mathbf{u} en \mathbf{p} zijn samen met de drager van \mathbf{n} een driehoek.

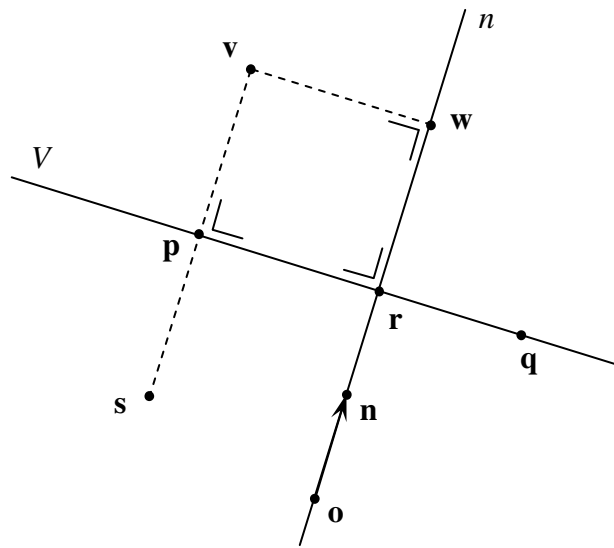


⁴ Deze stelling geldt zowel in \mathbb{R}^2 als in \mathbb{R}^3 .

Stelling 1. Laat V het vlak zijn door een punt q en met normaalvector $n \neq o$. Laat p de loodrechte projectie van een punt v op vlak V zijn en s het spiegelbeeld van v in vlak V .

Dan geldt $p = v - \frac{((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$ en $s = v - \frac{2 \cdot ((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$.

Bewijs. We nemen een zodanige w op vlak V dat $w - r$ de loodrechte projectie van $v - q$ op vlak V is. Het doelen is om te laten zien dat $w - r = \frac{((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$. Dit is de d'Aguiar projectie van $v - q$ op vlak V . Het is bekend dat de loodrechte projectie van een punt v op een vlak V door een punt q met normaalvector n is $v - \frac{((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$. Het is ook bekend dat de loodrechte projectie van een punt v op een vlak V door een punt q met normaalvector n is $v - \frac{((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$. Het is ook bekend dat de loodrechte projectie van een punt v op een vlak V door een punt q met normaalvector n is $v - \frac{((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$.



Met behulp van stelling 2.3 zien we dat $w - r = \frac{v \cdot n}{|n|^2} \cdot n - \frac{q \cdot n}{|n|^2} \cdot n$. Dit is de loodrechte projectie van $v - q$ op vlak V .

Daarom geldt $w - r = \frac{((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$.

Het is ook bekend dat $v - p = w - r$ en dat $v - s = 2 \cdot (w - r)$.

Dus $p = v - (w - r) = v - \frac{((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$.

En $s = v - 2 \cdot (w - r) = v - \frac{2 \cdot ((v-q) \cdot n)}{|n|^2} \cdot n$. □

Opgave 1.19. Laat V het vlak zijn door het punt $\mathbf{q} = (1, 2, 3)$ en met normaalvector $\mathbf{n} = (1, 1, 0)$. Verder is gegeven het punt $\mathbf{v} = (4, 5, 0)$.

- Bereken de coördinaten van de loodrechte projectie van \mathbf{v} op V .
- Bereken de coördinaten van het spiegelbeeld van \mathbf{v} in V .
- Bereken de afstand van punt \mathbf{v} tot vlak V .

Opgave 1.20. Laat V het vlak zijn door een punt \mathbf{q} en met normaalvector $\mathbf{n} \neq \mathbf{0}$ en laat \mathbf{v} een willekeurig punt in de ruimte zijn.

Laat zien dat de afstand van punt \mathbf{v} tot vlak V gelijk is aan $\frac{|(\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n}|}{|\mathbf{n}|}$.

Opgave 1.21. Laat W het vlak zijn met vergelijking $3v_1 + 4v_2 - 5v_3 = 20$ en $\mathbf{u} = (0, 5, 2)$ een punt. Bereken de afstand van punt \mathbf{u} tot vlak W .

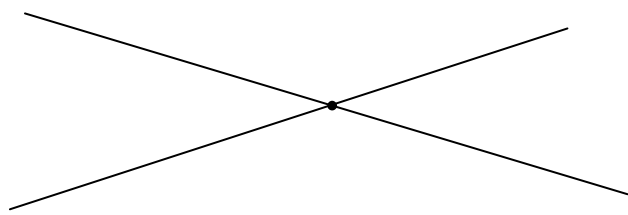
Opgave 1.22. Laat V het vlak zijn met vergelijking $av_1 + bv_2 + cv_3 = d$. Toon aan dat de afstand van punt $\mathbf{u} = (u_1, u_2, u_3)$ tot vlak V gelijk is aan

$$\frac{|au_1 + bu_2 + cu_3 - d|}{\sqrt{a^2 + b^2 + c^2}}.$$

Met behulp van de cosinusregel kan men de afstand van een punt tot een vlak berekenen. Men gaat uit van de loodrechte afstand van het punt tot het vlak. Deze afstand is de projectie van de vector $\mathbf{v} - \mathbf{q}$ op de normaalvector \mathbf{n} . De afstand is dus $\frac{|(\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n}|}{|\mathbf{n}|}$.

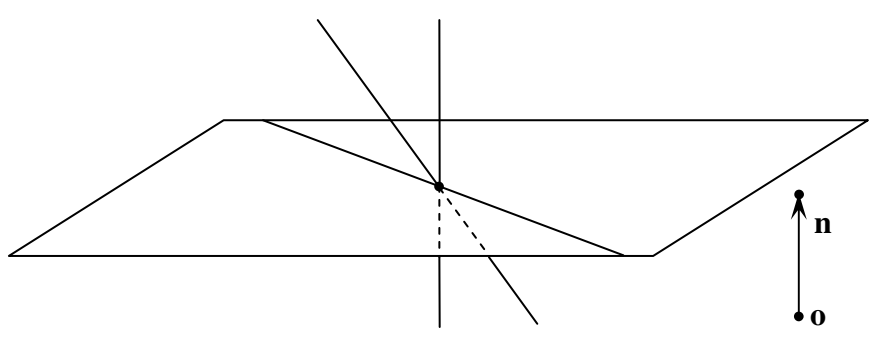
Bevestigende men de cosinusregel toe te passen op de driehoek die gevormd wordt door de vector $\mathbf{v} - \mathbf{q}$, de normaalvector \mathbf{n} en de loodrechte afstand d . De hoek tussen $\mathbf{v} - \mathbf{q}$ en \mathbf{n} is θ . De afstand d is dan $|\mathbf{v} - \mathbf{q}| \cos \theta$. Dus $d = \frac{|(\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n}|}{|\mathbf{n}|}$.

Als de normaalvector \mathbf{n} een eenheidsvector is, dan is de afstand d gelijk aan $|(\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n}|$. Dit kan ook gezien worden als de projectie van $\mathbf{v} - \mathbf{q}$ op \mathbf{n} .



Opgave 1.4. *Waarom staat in de formule, waarmee de hoek tussen twee lijnen wordt berekend, het inproduct tussen absolute waarde strepen?*

Be \sin is de lengte van de zijde tegenover de hoek α in een rechthoekige driehoek. In een driehoek met zijden a , b en c geldt $\sin \alpha = \frac{a}{c}$. In een driehoek met zijden a , b en c geldt $\cos \alpha = \frac{b}{c}$. Voor de hoek α geldt $\sin \alpha = \frac{|v \cdot n|}{|v| \cdot |n|}$.



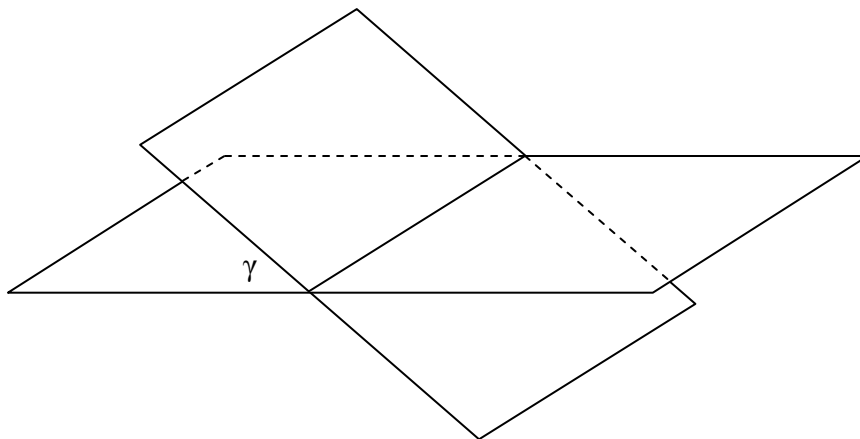
Opgave 1.5. *In de figuur hierboven is door het snijpunt van lijn en vlak een lijn getekend met de normaalvector n als zijde tegenover de hoek α . Leg uit dat voor de hoek α tussen die twee lijnen geldt: $\cos \alpha = \frac{|v \cdot n|}{|v| \cdot |n|}$ en dat $\sin \alpha = \cos \alpha$.*

Opgave 1.6. Leg uit dat de formule $\sin \alpha = \frac{|v \cdot n|}{|v| \cdot |n|}$ ook geldt als de normaalvector n naar beneden wijst.

De \vec{m} en \vec{n} zijn de gegeven en de normaalvectoren \vec{m} en \vec{n} van de vlakken.

 De hoek γ tussen de dragers van de normaalvectoren \vec{m} en \vec{n} is gelijk aan de hoek γ tussen de vlakken.

 Voor deze hoek geldt: $\cos \gamma = \frac{|\vec{m} \cdot \vec{n}|}{|\vec{m}| \cdot |\vec{n}|}$.



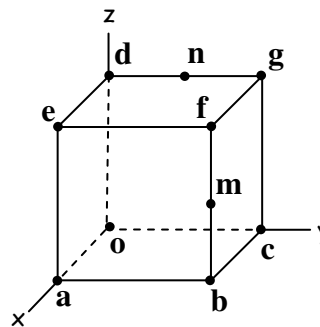
Opgave 1.1. Leg uit dat de hoek tussen twee snijdende vlakken gelijk is aan de hoek tussen de dragers van de normaalvectoren van die vlakken.

Opgave 1.2. Gegeven is een kubus $oabc.defg$ met ribbe 4. Punt m is het midden van ribbe bf en punt n is het midden van ribbe dg .

- a. Bereken de afstand van punt n tot vlak afc .
- b. Bereken de afstand van punt m tot lijn on .

Bereken in graden nauwkeurig:

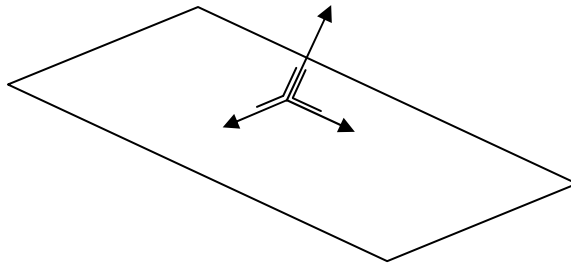
- c. de hoek tussen de lijnen an en md .
- d. de hoek tussen lijn mn en vlak afc .
- e. de hoek tussen vlak $abgd$ en vlak $bcde$.
- f. de hoek tussen vlak afc en vlak bge .



Het uitwendig product

De drie bevoegdste redeneren wij sijn.
 In onze bezigheid de megen.
 Albert Einstein (1879-1955)

In onze drie sijn \mathbb{R}^3 hebben wij en dan bij ons aan te nemen, de drie v, die ood s aan o te geven (de n te aa s v o d z n). B v o o b e e d l a n n e t e n n o a a v z o e n v a n e e n g e g e n a .



In de drie da zo n v a d te bes a a n d e a v a t e y a n t e o d e d e c e n v n d e n . t o e a n g e t e h d w o d e n , z o a s b t e y o g e n d e v o o b e e d .

De drie v $\mathbf{n} = (n_1, n_2, n_3)$ te $n_1 \neq 0$ die ood s aan o de v $\mathbf{a} = (2, -2, 3)$ en $\mathbf{b} = (3, 4, -5)$.

Woo de gezochte v \mathbf{n} o e g e d e n : $\mathbf{n} \cdot \mathbf{a} = 0$ en $\mathbf{n} \cdot \mathbf{b} = 0$. o d n d a : $2n_1 - 2n_2 + 3n_3 = 0$ en $3n_1 + 4n_2 - 5n_3 = 0$. z n t e v t e g e n g e n t e d t e o n b e t e n d e n . t e g a a n t e s t e n v a n d e o n b e t e n d e n t e m e t e n , b v o o b e e d n . o o d e t e s t e v t e g e t i n g t e 3 t e v t e n g e d g e n t e n d e t e d e v t e g e t i n g t e 2 t e n d a a n a t e y t e s t e v a n b e d e v t e g e n g e n t e m e t e n v n d e n t e : $-4n_2 + 9n_3 = 0$. z e n t e d a t e $n_2 = 9$ en $n_3 = 4$ n m e n m e t e n . t e n t e d n n d e t e s t e v t e g e t i n g , d a n t e g e n t e : $2n_1 - 2 \cdot 9 + 3 \cdot 4 = 0$ o f t e $n_1 = -2$. s v n d e n t e $\mathbf{n} = (-2, 9, 4)$. t e n c o n t r e b e t e s g d a $\mathbf{n} = (-2, 9, 4)$ o o d t e s a a o d e v t e c o e n a t e n b . t e n t e n o g t e v t e c o e n g e t e n d e o o d t e s a a o z o t e a t a s b

$$u \cdot n + u_2 u_3 v - u_1 u_2 v_3 + u_1 u_3 v_2 - u_2 u_3 v = 0, \text{ of } u \cdot n = u_2 u_3 v - u_1 u_2 v_3 + u_1 u_3 v_2 - u_2 u_3 v$$

$$u \cdot n = u_2 u_3 v - u_1 u_2 v_3 + u_1 u_3 v_2 - u_2 u_3 v, \text{ deen doo } u \cdot n = 0 \text{ (!) geeft}$$

$$n = u_2 v_3 - u_3 v_2.$$

De vector $n = (u_2 v_3 - u_3 v_2, u_3 v_1 - u_1 v_3, u_1 v_2 - u_2 v_1)$. Maar de berekening is bovendien tevens gededd door u , de n is dus tevens 0 zolang u niet nul is. Het is te zien dat de n is 0 na te gaan dat de n is 0 zolang u niet nul is. Het is te zien dat de n is 0 na te gaan dat de n is 0 zolang u niet nul is.

Opgave . . Ga met een rechtstreekse berekening na dat de vector $n = (u_2 v_3 - u_3 v_2, u_3 v_1 - u_1 v_3, u_1 v_2 - u_2 v_1)$ inderdaad loodrecht staat op de vectoren $u = (u_1, u_2, u_3)$ en $v = (v_1, v_2, v_3)$.

Maar de vector n is tevens de n is 0 zolang u niet nul is. Het is te zien dat de n is 0 na te gaan dat de n is 0 zolang u niet nul is. Het is te zien dat de n is 0 na te gaan dat de n is 0 zolang u niet nul is.

De uitwendig product of uitproduct $u \times v$ van de vectoren u en v is de vector $u \times v = (u_2 v_3 - u_3 v_2, u_3 v_1 - u_1 v_3, u_1 v_2 - u_2 v_1)$.

Men kan de $u \times v$ als $u \times v = (u_2 v_3 - u_3 v_2, u_3 v_1 - u_1 v_3, u_1 v_2 - u_2 v_1)$ beschrijven. Het is te zien dat de $u \times v$ is 0 zolang u en v niet nul zijn.

$$(u + v) \times w = u \times w + v \times w$$

$$u \times (v + w) = u \times v + u \times w$$

$$(u) \times v = -(v \times u)$$

$$u \times (v) = -(v \times u)$$

Men kan de $u \times v$ als $u \times v = (u_2 v_3 - u_3 v_2, u_3 v_1 - u_1 v_3, u_1 v_2 - u_2 v_1)$ beschrijven. Het is te zien dat de $u \times v$ is 0 zolang u en v niet nul zijn.

Wanneer u en v oeged worden, dan geldt $u \times v = 0$, en anderszins is $u \times v = -v \times u$. Dus $2(u \times v) = 0$ en dus $u \times v = 0$.

Wanneer u en v oeged worden, dan geldt $u \times v = 0$, en anderszins is $u \times v = -v \times u$. Dus $2(u \times v) = 0$ en dus $u \times v = 0$.

Opgave 4. Controleer door middel van uitschrijven dat:

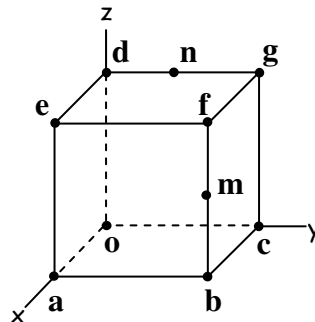
- $u \times v = -v \times u$
- $(u + v) \times w = u \times w + v \times w$
- $(u) \times v = (u \times v)$

Opgave 5. Bereken voor elk van de drie paren vectoren in opgave 3.1 het uitproduct. Vergelijk de antwoorden met de antwoorden op opgave 3.1.

Opgave 6. Bekijk weer de kubus $oabc.defg$ van opgave 3.2. Punt m is het midden van ribbe bf en punt n is het midden van ribbe dg .

Bereken van elk van de volgende vlakken een normaalvector.

- vlak amc
- vlak amn
- vlak emn
- vlak amg



Wanneer u en v oeged worden, dan geldt $u \times v = 0$, en anderszins is $u \times v = -v \times u$. Dus $2(u \times v) = 0$ en dus $u \times v = 0$.

Stelling 1. Voor u, v en w gelden de formules:

$$u \cdot (v \times w) = (u \times v) \cdot w$$

$$u \times (v \times w) = (u \cdot w)v - (u \cdot v)w$$

Bewijs. We beschrijven u, v en w in termen van de eenheidsvectoren e_1, e_2, e_3 en nemen coördinaten, waarbij $u = (u_1, u_2, u_3)$, $v = (v_1, v_2, v_3)$ en $w = (w_1, w_2, w_3)$.

Bv oobereken de drie termen:

$$u \cdot (v \times w) = u_1(v_2 w_3 - v_3 w_2) + u_2(v_3 w_1 - v_1 w_3) + u_3(v_1 w_2 - v_2 w_1)$$

$$(\mathbf{u} \times \mathbf{v}) \cdot \mathbf{w} = (u_2 v_3 - u_3 v_2) w_1 + (u_3 v_1 - u_1 v_3) w_2 + (u_1 v_2 - u_2 v_1) w_3$$

aan beide zijden van de vergelijkingen in de eerste zin de daadgevoegde termen toevoegen. Het resultaat is dan de derde formule. \square

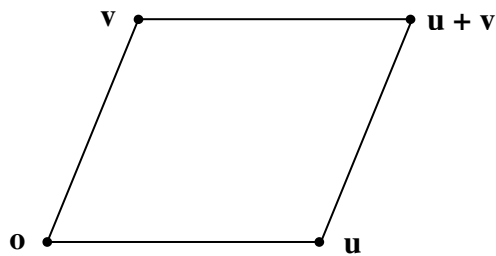
Opgave 1. Bewijs de tweede formule van Stelling 3.1.

Opgave 2. Bewijs met behulp van de eerste formule van Stelling 3.1. dat $\mathbf{u} \cdot (\mathbf{u} \times \mathbf{v}) = 0$ en $(\mathbf{u} \times \mathbf{v}) \cdot \mathbf{v} = 0$, ofwel $\mathbf{u} \times \mathbf{v}$ staat loodrecht op \mathbf{u} en op \mathbf{v} .

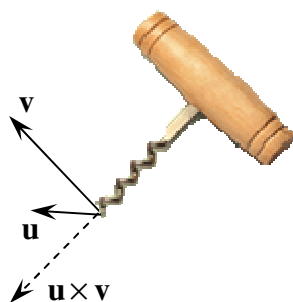
Stelling 3.2. Voor \mathbf{u} en \mathbf{v} (beide $\neq \mathbf{0}$) geldt: $|\mathbf{u} \times \mathbf{v}| = |\mathbf{u}| \cdot |\mathbf{v}| \cdot \sin \theta$, waarbij θ de hoek is tussen de vectoren \mathbf{u} en \mathbf{v} .

Bewijs. We zien dat $|\mathbf{u} \times \mathbf{v}|^2 = |\mathbf{u}|^2 \cdot |\mathbf{v}|^2 \cdot \sin^2 \theta$. Aan beide zijden van de vergelijking 3.1. kwadrateren we beide zijden. We zien dat $|\mathbf{u} \times \mathbf{v}|^2 = (\mathbf{u} \times \mathbf{v}) \cdot (\mathbf{u} \times \mathbf{v}) = \mathbf{u} \cdot (\mathbf{v} \times (\mathbf{u} \times \mathbf{v})) = \mathbf{u} \cdot ((\mathbf{v} \cdot \mathbf{v})\mathbf{u} - (\mathbf{v} \cdot \mathbf{u})\mathbf{v}) = (\mathbf{v} \cdot \mathbf{v})(\mathbf{u} \cdot \mathbf{u}) - (\mathbf{v} \cdot \mathbf{u})(\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}) = |\mathbf{u}|^2 \cdot |\mathbf{v}|^2 - (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v})^2 = |\mathbf{u}|^2 \cdot |\mathbf{v}|^2 - (|\mathbf{u}| \cdot |\mathbf{v}| \cdot \cos \theta)^2 = |\mathbf{u}|^2 \cdot |\mathbf{v}|^2 - |\mathbf{u}|^2 \cdot |\mathbf{v}|^2 \cdot \cos^2 \theta = |\mathbf{u}|^2 \cdot |\mathbf{v}|^2 \cdot (1 - \cos^2 \theta) = |\mathbf{u}|^2 \cdot |\mathbf{v}|^2 \cdot \sin^2 \theta$. \square

aan de vorige opgave van Stelling 3.2 is dat de lengte van de vector $\mathbf{u} \times \mathbf{v}$ gelijk is aan de oppervlakte van de parallellogram die wordt gevormd door de vectoren \mathbf{u} en \mathbf{v} , d.w.z. de oppervlakte van de parallellogram die wordt gevormd door de vectoren $\mathbf{0}$, \mathbf{u} , $\mathbf{u} + \mathbf{v}$ en \mathbf{v} (niet de hoogte).



Het uitwendig product $\mathbf{u} \times \mathbf{v}$ wordt gedefinieerd door de lengte van de vector $\mathbf{u} \times \mathbf{v}$ te laten gelijk zijn aan de oppervlakte van het parallellogram dat gevormd wordt door de vectoren \mathbf{u} en \mathbf{v} . De richting van $\mathbf{u} \times \mathbf{v}$ wordt gegeven door de rechterhandregel.



Stelling 3.2. Het uitwendig product $\mathbf{u} \times \mathbf{v}$ staat loodrecht op zowel \mathbf{u} als \mathbf{v} . Zijn lengte is gelijk aan de oppervlakte $|\mathbf{u}| \cdot |\mathbf{v}| \cdot \sin \theta$ van het parallellogram, opgespannen door \mathbf{u} en \mathbf{v} . Zijn richting wordt gegeven door de rechterhandregel. Deze meetkundige eigenschappen leggen $\mathbf{u} \times \mathbf{v}$ eenduidig vast.

Opgave 3.9. Laat $\mathbf{x} = (1, 0, 0)$, $\mathbf{y} = (0, 1, 0)$ en $\mathbf{z} = (0, 0, 1)$. Bereken $\mathbf{x} \times \mathbf{y}$, $\mathbf{y} \times \mathbf{z}$ en $\mathbf{x} \times \mathbf{z}$ en ga na dat hun richtingen overeenstemmen met de rechterhandregel.

Opgave 3.10. Bewijs dat als $\mathbf{u} \times \mathbf{v} = \mathbf{0}$, dan zijn \mathbf{u} en \mathbf{v} proportioneel.
 Hint: Gebruik Stelling 3.2.

Opgave 3.11. Bewijs dat $(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{d}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{c})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{d}) - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{d})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{c})$.
 Merk op dat je dit op twee manieren aan kunt pakken: linker- en rechterlid uitschrijven in coördinaten (veel schrijfwerk) of gebruik maken van de formules van Stelling 3.1.

Opgave .1 *Bewijs dat $\mathbf{u} \times (\mathbf{v} \times \mathbf{w}) + \mathbf{v} \times (\mathbf{w} \times \mathbf{u}) + \mathbf{w} \times (\mathbf{u} \times \mathbf{v}) = \mathbf{0}$.*

Hint: Gebruik de tweede formule van Stelling 3.1.

Opgave .1 *. Maak een samenvatting en een formulekaart over de begrippen inproduct en uitproduct in \mathbb{R}^3 .*

Opgave 1. Ga na hoe de baan van het deeltje er bij elk van de drie bovenstaande voorbeelden uitziet. Je kunt daarvoor op je grafische rekenmachine eerst een geschikte projectie tekenen. Teken bijvoorbeeld bij g de vlakke kromme geparametriseerd door: $x(t) = 2t$ en $y(t) = t^2 - 2t$.

Opgave 2. Gegeven zijn drie geparametriseerde ruimtekrommen $p(t) = (2t, 4t, -4t)$, $q(t) = (2t - 4, 4t - 8, -4t + 8)$ en $r(t) = (2t^3, 4t^3, -4t^3)$.

- Ga na dat de deeltjes bij deze drie parametriseringen dezelfde baan doorlopen.
- Hoe bewegen de deeltjes bij p en q ten opzichte van elkaar?
- Doorloopt het deeltje bij de parametrisering $s(t) = (2t^2, 4t^2, -4t^2)$ ook de zelfde baan als bij p , q en r ?

Wanneer de drie genoemde sturende dingen zijn, zullen de drie deeltjes ook op dezelfde baan doorlopen. Het is dus niet de bedoeling dat de drie deeltjes op verschillende banen doorlopen. Het is dus niet de bedoeling dat de drie deeltjes op verschillende banen doorlopen.

De afstanden tussen de drie deeltjes zijn gelijk. Het is dus niet de bedoeling dat de drie deeltjes op verschillende banen doorlopen. Het is dus niet de bedoeling dat de drie deeltjes op verschillende banen doorlopen.

Opgave 3. Beschouw nogmaals de ruimtekrommen $p(t) = (2t, 4t, -4t)$, $q(t) = (2t - 4, 4t - 8, -4t + 8)$ en $r(t) = (2t^3, 4t^3, -4t^3)$. Geef parametriseringen van de ruimtekrommen $p + q$, $p - q$, $-3r$ en $2p - 3q + \frac{1}{2}r$.

⁵ Wanneer de drie genoemde sturende dingen zijn, zullen de drie deeltjes ook op dezelfde baan doorlopen. Het is dus niet de bedoeling dat de drie deeltjes op verschillende banen doorlopen.

Opgave 4. Bereken voor de krommen \mathbf{f} , \mathbf{g} en \mathbf{h} van opgave 4.1 de bijbehorende snelheidskrommen $\dot{\mathbf{f}}$, $\dot{\mathbf{g}}$ en $\dot{\mathbf{h}}$

Opgave .9. Een platte klaverbladknoop kan worden beschreven door de kromme: $\mathbf{f}(t) = ((2 + \cos(3t)) \cdot \cos(2t), (2 + \cos(3t)) \cdot \sin(2t))$.

Teken deze knoop eerst op de grafische rekenmachine.

- Toon aan dat $|\mathbf{f}(t)| = 2 + \cos(3t)$.
- Welke waarden kan de afstandsfunctie aannemen?
- Geef een parametrisering van de snelheidskromme.
- Toon aan dat $|\dot{\mathbf{f}}(t)| = \sqrt{25 + 4 \cos(3t) - 5 \cos^2(3t)}$.
- Wat is de laagste snelheid tijdens het doorlopen van de kromme.

Opgave .10. Een ruimtelijke klaverbladknoop kan worden beschreven door de kromme: $\mathbf{g}(t) = ((2 + \cos(3t)) \cdot \cos(2t), (2 + \cos(3t)) \cdot \sin(2t), \sin(3t))$

- Toon aan dat $|\mathbf{g}(t)| = \sqrt{5 + 4 \cos(3t)}$.
- Welke waarden kan de afstandsfunctie aannemen?
- Geef een parametrisering van de snelheidskromme.
- Toon aan dat $|\dot{\mathbf{g}}(t)| = \sqrt{9 + 4 \cdot (2 + \cos(3t))^2}$.
- Welke waarden kan de snelheid aannemen?

Bij de productregel voor de afgeleide van het scalaire product van twee vectorfuncties $\mathbf{f}(t) = (f_1(t), f_2(t), f_3(t))$ en $\mathbf{g}(t) = (g_1(t), g_2(t), g_3(t))$ geldt:

$$\frac{d}{dt}(\mathbf{f} \cdot \mathbf{g}) = \mathbf{f} \cdot \dot{\mathbf{g}} + \dot{\mathbf{f}} \cdot \mathbf{g}$$

waarbij $\mathbf{f} \cdot \mathbf{g} = f_1(t) \cdot g_1(t) + f_2(t) \cdot g_2(t) + f_3(t) \cdot g_3(t)$ is de scalaire productfunctie.

Voorbeeld. Als $\mathbf{f}(t) = (2t, 4t, -4t)$ en $\mathbf{g}(t) = (3, 2t, t^2 - 2t)$, dan is

$$\mathbf{f} \cdot \mathbf{g}(t) = 2t \cdot 3 + 4t \cdot 2t + -4t \cdot (t^2 - 2t) = -4t^3 + 6t^2 + 6t.$$

De afgeleide van $\mathbf{f} \cdot \mathbf{g}$ kan ook berekend worden met de productregel. De afgeleide van $\mathbf{f} \cdot \mathbf{g}$ is:

$$\frac{d(\mathbf{f} \cdot \mathbf{g})}{dt} = \frac{d\mathbf{f}}{dt} \cdot \mathbf{g} + \mathbf{f} \cdot \frac{d\mathbf{g}}{dt}$$

waarbij $\frac{d\mathbf{f}}{dt} = (2, 4, -4)$ en $\frac{d\mathbf{g}}{dt} = (0, 2, 2t - 2)$ zijn.

Opgave .1 . Een deeltje beweegt over een bol met straal r . Zijn baan wordt beschreven door de kromme \mathbf{f} .

Bewijs dat de snelheidsvector van het deeltje steeds loodrecht staat op de straal (ofwel $\mathbf{f}(t) \perp \dot{\mathbf{f}}(t)$ voor elke t).

Hint: ga na dat $\mathbf{f}(t) \cdot \mathbf{f}(t) = r^2$ en differentieer deze uitdrukking naar t .

Beste een deeltje dat beweegt over de baan $\mathbf{f}(t) = (f_1(t), f_2(t), f_3(t))$.
 vinden de versnellingsvector of om de versnelling aan te geven de
 de t door de gemiddelde verandering $\frac{\dot{\mathbf{f}}(t+\Delta t) - \dot{\mathbf{f}}(t)}{\Delta t}$ over een
 de Δt op $[t, t+\Delta t]$ te berekenen. Na $\Delta t \rightarrow 0$ te laten nadert de
 de Δt de gemiddelde verandering $\dot{\mathbf{f}}(t)$ op de baan aan:
 $(f_1''(t), f_2''(t), f_3''(t))$.

De functie $\ddot{\mathbf{f}}(t) = (f_1''(t), f_2''(t), f_3''(t))$ noemt men de versnellingskromme
 van de baan. De versnelling $\ddot{\mathbf{f}}(t)$ is de afgeleide van de versnellingsvector
 de $\ddot{\mathbf{f}}(t)$ de versnelling $\ddot{\mathbf{f}}(t)$ (niet $|\ddot{\mathbf{f}}(t)|$) de afgeleide
 de $|\ddot{\mathbf{f}}(t)| = \sqrt{(f_1''(t))^2 + (f_2''(t))^2 + (f_3''(t))^2}$. De $\ddot{\mathbf{f}}(t)$ is een
 vector die de verandering van de versnelling op de baan aangeeft.

Opgave .1 . Bereken zowel de versnellingsvector als de versnelling van de
 krommen $\mathbf{p}(t) = (2t, 4t, -4t)$ en $\mathbf{r}(t) = (2t^3, 4t^3, -4t^3)$.

Opgave .15. Bekijk de kromme \mathbf{k} , die wordt gedefinieerd door $\mathbf{k}(t) =$
 $(\sin t + \cos t, \sin t, \sin t - \cos t)$. Toon aan dat $\ddot{\mathbf{k}}(t) = -\mathbf{k}(t)$.

Opgave .14 . Een deeltje beweegt met constante snelheid over een kromme.
 Toon aan dat de snelheidsvector loodrecht staat op de versnellingsvector.
 Hint: kijk nog eens goed naar opgave 4.13.

Opgave 18. Laat zien dat voor een eenparig cirkelvormige beweging met hoeksnelheid ω over een cirkel met middelpunt \mathbf{o} en straal R geldt:

- a. $\mathbf{v}(t) \perp \mathbf{r}(t)$
- b. $v(t) = v = \omega R$
- c. $\mathbf{a}(t) = -\omega^2 \mathbf{r}(t)$
- d. $a(t) = \omega^2 R$
- e. $a(t) = v^2 / R$

voor $\omega > 0$. De vandaan te da, b een een a ge c te be reg ng dev te - sme ng ge t s naa te dde n ten de g oo te ge s aan v^2/R . te d n 59 te ds aange oond doo te s aan te ygens.

te te ng en g oo ev an dev te sme ng v an een een a ge c te be reg ng an oo a sv o g t o den a ge te d:

Opgave 19. Laat $\mathbf{r}(t)$ een eenparige beweging zijn met snelheid v over een cirkel met middelpunt \mathbf{o} en straal R . De periode van de beweging is T .

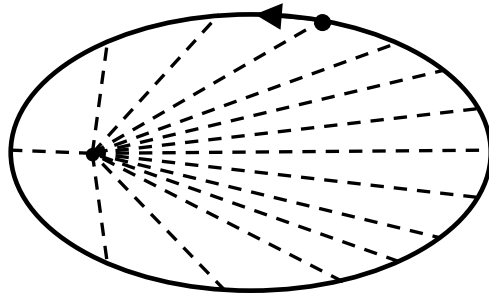
- a. Ga na dat $\mathbf{v}(t) = \frac{v}{R} \mathbf{r}(t + \frac{1}{4}T)$.
- b. Toon aan dat $\mathbf{a}(t) = -\frac{v^2}{R^2} \mathbf{r}(t)$. Hint: differentieer de uitdrukking bij a.
- c. Toon aan dat de versnelling gericht is naar het middelpunt en gelijk is aan v^2/R .

De harmonische beweging

Voor $a \geq b > 0$ beschrijf de vector $\mathbf{r}(t) = (a \cos t, b \sin t)$ een rechte lijn waarvan de lengte varieert van a tot b . Deze beweging wordt de a-lijn genoemd.

Opgave 20. Laat zien dat voor de harmonische beweging geldt:

- a. $\mathbf{a}(t) = -\omega^2 \mathbf{r}(t)$
- b. $(r(t))^2 + (v(t)/\omega)^2 = a^2 + b^2$



Stelling .1. (De Perkenwet) Als een beweging $\mathbf{r}(t)$ een versnelling $\mathbf{a}(t)$ heeft die proportioneel is met $\mathbf{r}(t)$ (d.w.z. op elk tijdstip t zijn $\mathbf{r}(t)$ en $\mathbf{a}(t)$ veelvouden van elkaar), dan geldt het volgende:

- De baan van de beweging ligt in een vlak door de oorsprong \mathbf{o} .
- De oppervlakte van het perk dat per tijdseenheid wordt uitgeveegd door het lijnstuk met eindpunten \mathbf{o} en $\mathbf{r}(t)$ is constant, met andere woorden, in gelijke tijden worden gelijke perken doorlopen.

Bewijs. Beschouw de normale eenheidsvector $\mathbf{n}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{v}(t)$. Dan is $\dot{\mathbf{n}}(t) = \dot{\mathbf{r}}(t) \times \mathbf{v}(t) + \mathbf{r}(t) \times \dot{\mathbf{v}}(t) = \mathbf{v}(t) \times \mathbf{v}(t) + \mathbf{r}(t) \times \mathbf{a}(t) = \mathbf{0} + \mathbf{r}(t) \times \mathbf{a}(t) = \mathbf{0}$.

De laatste relatie geldt omdat $\mathbf{r}(t)$ en $\mathbf{a}(t)$ veelvouden van elkaar zijn. Maar als $\mathbf{n}(t)$ voortdurend snijpunt heeft met de oorsprong, dan moet het een constante vector zijn. Nu deze vector $\mathbf{n}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{v}(t)$ ook altijd snijpunt heeft met $\mathbf{r}(t)$, is de beweging vlak door de oorsprong te noemen. Het is te zien dat de baan in het vlak ligt.

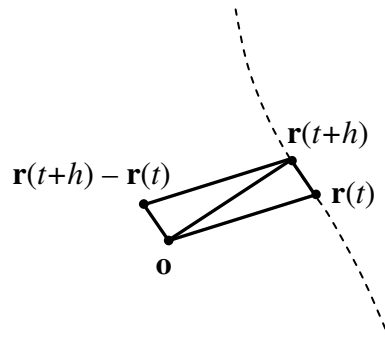
Neem voor t_0 een willekeurige begin-tijd aan. Het is dan t_0 te verstaan dat de baan door de oorsprong gaat. Het is te zien dat $\mathbf{r}(s)$ in de tijd $[t_0, t]$, een $O(t)$ is. Het volgt dan dat $O'(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{r}(t) \times \mathbf{v}(t)|$.

$$\text{De nu, voor een kleine } h \text{ geldt: } O'(t) \approx \frac{O(t+h) - O(t)}{h} \approx$$

$$\frac{1}{h} \cdot \text{oppervlakte van driehoek met hoekpunten } \mathbf{o}, \mathbf{r}(t) \text{ en } \mathbf{r}(t+h) =$$

$$\frac{1}{2h} \cdot \text{oppervlakte van driehoek met hoekpunten } \mathbf{o}, \mathbf{r}(t) \text{ en } \mathbf{r}(t+h) =$$

$$\frac{1}{2h} \cdot \left| \mathbf{r}(t) \times (\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)) \right| = \frac{1}{2} \cdot \left| \mathbf{r}(t) \times \frac{\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)}{h} \right| \approx \frac{1}{2} \cdot |\mathbf{r}(t) \times \mathbf{v}(t)|.$$



Laat h naar 0 gaan, dan zien we dat $O'(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{r}(t) \times \mathbf{v}(t)|$.
 Daar $\mathbf{r}(t) \times \mathbf{v}(t) = \mathbf{n}$ een constante vector is, is $O'(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{n}|$ een constante.
 Maar dan is $O(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{n}| (t - t_0)$ (zie ook 4.2). Dit is de oppervlakte.
 De oppervlakte is dus $O(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{n}| (t - t_0)$. □

Opgave 1. Laat zien dat voor de oppervlaktefunctie in het bewijs van de
 Perkenwet geldt: $O(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{n}| (t - t_0)$.

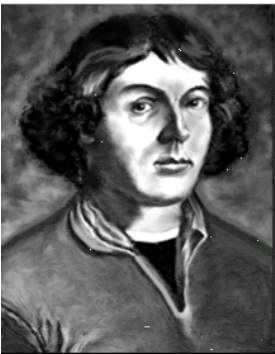
5 De reuzen van Newton

Als vrede onzen, dan als da doo da o de sco de sv an
 zen s ond.
 Isaac Newton (1642- 1727)

Me de on de ngen v an N co a s o r e n c u s, o n n e s t e r e n G a r o
 G a r o d e n d e r e d e r e f y a n d e z e s e n d e r e s t e r e f y a n d e
 z e n e n d e r e s t e r e a s s e r e G e s e r e d b e e d, d a s n d s d e r e d e
 r e n a s s o n a a n a s b a a s g e r e s d e n r e v e d v o o r e
 o d e m e r e d b e e d. H e r e a s d a n z d e z e o n d e n g e n, d a s a a c h t
 o n n 1687 n s a a s o n z n p n c a M a t r a c a d e r e n g v a n
 d e z a a r a c t o s n d g e z e a r e r e d e n u d e a a m e n g e n.
 H e r e o n s a d a n o o d e o o d e n, d a z n r e o r e d e z a a r a c t
 a r e n a d a n n e n d o e n, o d a o d e s c o d e s v a n z e n s o n d. I n
 d e z e a g a a z e n r e r e v a n r e v a n d e z e d e " z e n" b e r e n.

Nicolaus Copernicus (1473 - 1543)

Gebaseerd op de aangenomen
 de assere Ge se o d r e d f o r e d e d e
 P o o s - a s e r e s t e n a s o n o o N c o a s o
 r e n c u s n z n i o q d r e r e o u o n b a s -
 b a o e r e s (v r e d e o r e n v a n d e h e r e -
 c i a r e n) 1543 r e z o g e n a a d e r e o c e n s c i e
 r e r e d b e e d. H e r e z e g d a a r e a m e r e n (n e u s t e d e
 A a d e) n c r e v o g e b a m e n r e n a g o d e s -
 s a a n d e o n b e r e g e n. T o d a n o e r e s t e r e a n
 r e r e g e o c e n s c i e r e r e d b e e d v a n P l o r e t e s
 (b e s c r i v e n n z n b o e A a g e s n i r e a a 50).



Wogens P o r e r e s b e r e g e n d e t a m e n o d e A a d e v o g e n s c r e s d e
 a n g s d e o r e v a n a n d e r e c r e s o r e n (z o g e n a a d e r e c y r e s). r e
 v o o r z o g e n d a z n o d e z o g o e d o g e r e d e a a m e n g e n o r e -
 r e n a a r a d P o r e r e s v o o z n o d e r e n a r e r e c y r e s n o d g. a
 r e g e o c e n s c i e r e r e d b e e d b n a 400 a a s a n d r e r e n r e o d e n,
 W a r e m e z d s d o o d a d e r e n s c i a n h e o a n d e z e r e o d e n a r e
 s v o d e n g e n a a r e n a n d e z d s d o o d e a c t g e o s r e v a n d e a -
 r o r e r e . W o g e n s d e b b e s d e a a d e r e s t e r e d d e n y a n r e
 r e a r e n b e e d d a o r e r e n a r e d a y a n P o r e r e s. H e r e o d e
 b e e d r e d n e g e o o o q d r e n s o s b e s a t t

Ten devan orens ende ten naas de Aarde de binnen aere
 Mercurius Venus (de binnen de Aardebaan belegen) en de buiten aere
 Mars Saturnus (de buiten de Aardebaan belegen). Orens
 cussen zijn bove zoren sieren te inre dde an de s-
 saande zon. re re sieren be re sieren s de onbe re sieren van de
 v as sieren. aa binnen re re aere z n re gen sieren, de o d doo-
 oeh n re nvas d, an re v an de g bo re v an de sieren (z re s g u).



Johannes Kepler (1571-1630)

Johannes Kepler (1571-1630) was een Duitse astronoom, wiskundige en theoloog. Hij werd geboren in Weil der Stadt, Württemberg, op 27 december 1571. Zijn vader was een ambachtsman en zijn moeder een dienstmeid. Hij werd opgevoed in een protestants gezin.

Kepler studeerde aan de Universiteit van Tübingen, waar hij in 1594 zijn licentiaat in theologie behaalde. Hij werd vervolgens leraar in de theologie aan de Universiteit van Linz. In 1599 werd hij aangesteld als leraar in de wiskunde aan de Universiteit van Graz. Hij bleef daar tot 1600, toen hij naar Linz werd overgeplaatst.

In 1600 werd hij aangesteld als leraar in de wiskunde aan de Universiteit van Linz. Hij bleef daar tot 1609, toen hij naar Regensburg werd overgeplaatst. In 1609 werd hij aangesteld als leraar in de wiskunde aan de Universiteit van Regensburg. Hij bleef daar tot 1612, toen hij naar Graz werd overgeplaatst.

In 1612 werd hij aangesteld als leraar in de wiskunde aan de Universiteit van Graz. Hij bleef daar tot 1617, toen hij naar Linz werd overgeplaatst. In 1617 werd hij aangesteld als leraar in de wiskunde aan de Universiteit van Linz. Hij bleef daar tot 1620, toen hij naar Regensburg werd overgeplaatst.

In 1620 werd hij aangesteld als leraar in de wiskunde aan de Universiteit van Regensburg. Hij bleef daar tot 1626, toen hij naar Linz werd overgeplaatst. In 1626 werd hij aangesteld als leraar in de wiskunde aan de Universiteit van Linz. Hij bleef daar tot 1630, toen hij overleed.



De s...aan de baan van ...so de on...en te ge...aan de s...aan de o...ge...en bov...ex...de. De s...aan de baan van ...o de on...dan ge...aan de s...aan de n...ge...en bov...deze...ex...de. De n...en ge...de te a...aan de o...ge...en bov...aan de baan van ...o de on... De s...aan de baan van Ma...so de on...dan ge...aan de s...aan de n...ge...en bov...deze...de, enzoo...o...gen te d...zes bo...en de...ssend o...ge...en n...ge...en o...den doo...de v...a...on...te...a...en te...aan de s...aan v...o...gens te...zo...den o...en te...de s...aan v...de ba...en v...de zes...enoe...de...amen. Te...te...de...n de...ge...en v...an de...te...te...z...n doo...ged...ongen.

De...en be...te...en ng...da...de...g...d...o...v...an...te...te...en onna...te...g...re d...v...an zo'n 5% ad...te...na...te...en ng...te...de...stev...an...te...zo...te...te...as...o...en te...de on...de ngv...an de...amen...an...s...n 78...en...n...s...n 84...te...so...de...te...s...on...de ngv...an...te...te...oo...oge...z...n, z...nv...te...o...den da...de...ame...ba...en te...beg...en z...nv...a...de...aan v...an de...s...nde...b...te...te...s...te...z...n. Te...te...de...te...en o...te...gd...aan...ange...asv...aan...te...re...o...cen...s...te...te...db...e...dv...an...o...te...n...c...s, zo...te...z...n...a...te...ge...onden...te...en a...snog...de...s...te...o...z...n...o...s...aan.

In...0...te...red...B...te, naa...v...te...d...aan...te...en ge...na...te...b...aas. T...dens...te...en co...te...s...d...me...te...de...te...ze...o...n...z...ci...na...te...oe...te...g...te...en v...oo...te...en gang...naa...te...o...te...te...v...o...gd...te...te...da...o...a...s...o...as...o...noo...te...en te...g...te...te...ge...gang...o...de...s...ay...an...te...x...te...en...te...da...v...an...B...te. In...de...a...en...de...v...o...gd...en zo...te...te...de...ze...da...de...d...te...naa...te...te...genoe...de...te...en o...s...te...en: de...te...en v...an...te...te....

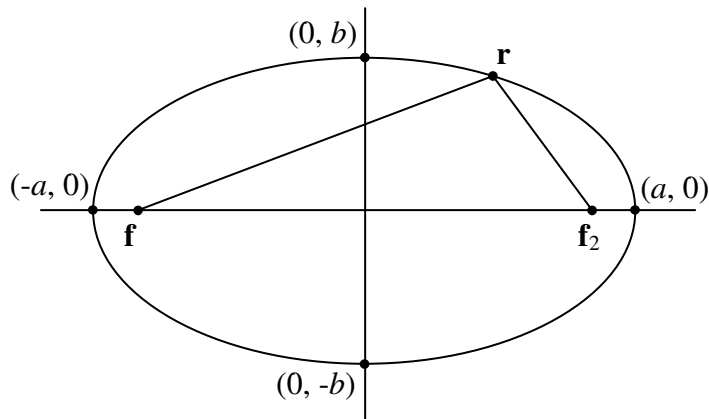
Eerste wet van Kepler (De Ellipsbanenwet) *De planeten bewegen over ellipsen met de Zon in een van de brandpunten van de ellips.*

Tweede wet van Kepler (De Perkenwet) *De oppervlakte van het perk dat per tijdseenheid wordt uitgeveegd door de voerstraal van een planeet vanuit de Zon, is constant.*

De...te...s...te...en de...te...de...te...b...ce...de...n...As...ono...a...o...a...te...n...te...as...ono...te...n...09...te...ze...te...te...en...ad...a...te...de...on...de...na...te...de...te...en...te...n...02...en...de...s...ba...en...te...n...05, aa...de...b...ca...te...te...en...te...a...en...o...z...ci...te...en, v...an...te...ge...con...ci...en...te...de...te...g...ena...te...nv...an...T...y...o...B...te, o...te...te...te...ci...y...an...te...te...o...geb...te...te...ogen...a...en v...an...d...ens...te...es...a...en. Te...te...g...ena...te...en z...agen...de...ns...ahn...ng...en v...an...T...y...o...B...te...g...aagv...te...z...v...te...d, aa...b...te...te...en v...oo...na...te...o...te...te...ge...d...te...doen

$2a$ of $2b$. Laat c een positief getal zijn, zo dat $a^2 = b^2 + c^2$. De punten $\mathbf{f}_1 = (-c, 0)$ en $\mathbf{f}_2 = (c, 0)$ zijn de brandpunten van de ellipse. De afstanden van een punt \mathbf{r} op de ellipse tot de brandpunten \mathbf{f}_1 en \mathbf{f}_2 zijn $a - c$ en $a + c$ respectievelijk.

Opgave 5.4. Laat a en c positieve getallen zijn met $a > c$. Gegeven zijn de punten $\mathbf{f}_1 = (-c, 0)$ en $\mathbf{f}_2 = (c, 0)$. Bekijk de figuur bestaande uit de punten $\mathbf{r} = (x, y)$ waarvoor $|\mathbf{r} - \mathbf{f}_1| + |\mathbf{r} - \mathbf{f}_2| = 2a$. We gaan bewijzen dat deze figuur een ellipse is, met vergelijking $\left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2 = 1$ waarbij $b^2 = a^2 - c^2$.



Deze (pittige) berekening kan het best als volgt worden uitgevoerd.

- Herschrijf de vergelijking als $|\mathbf{r} - \mathbf{f}_1| = 2a - |\mathbf{r} - \mathbf{f}_2|$, druk hierin de vectoren in coördinaten uit en kwadrateer linker- en rechterlid.
- Herschrijf het resultaat van onderdeel a. als $a\sqrt{(x-c)^2 + y^2} = a^2 - xc$ en kwadrateer wederom linker- en rechterlid.
- Bedenk dat $b^2 = a^2 - c^2$ en maak het bewijs af.

De afstanden van een punt \mathbf{r} op de ellipse tot de brandpunten \mathbf{f}_1 en \mathbf{f}_2 zijn $a - c$ en $a + c$ respectievelijk. De afstanden van een punt \mathbf{r} op de ellipse tot de brandpunten \mathbf{f}_1 en \mathbf{f}_2 zijn $a - c$ en $a + c$ respectievelijk.

Galileo Galilei (1564 - 1642)

Aanvondende c... care sa... n de on... re ng
 van de... an ca... d geze... doo de... a aanse
 na... rens... a... Ga... Ga... Ga... as
 re... an de... sen d... de... re... a... en... een
 re... scoo... onde... zoc... o on de... n... O de
 v... re... amen lo... o... a... Gany... re... des... en... a... so
 v... an de... g... an... e... In onze... d ge... d... re... en
 w... re da... a... re... zo'n 70... amen... re... aav... an
 s... re... s... dev... re... amen... an... Ga... re... re... een... re... me
 re... scoo... goed... z... n... aa... re... me... ren.

Ga... re... as... een... o... re... gd... a... an... ange... v... an... re... re-
 o... cen... sc... w... re... re... d... be... dv... an... o... re... n... c... s... In... 32... v... re... sc... re... en... z... n... boe... a-
 o... go... so... a... d... re... Mass... s... re... de... Mondo... T... o... re... a... co... re... o... re... n... cano... (re... an
 w... re... ges... re... o... re... de... w... re... be... ang... s... re... re... dsys... te... m... re... P... o... re... re... sc... re
 re... h... o... re... n... caanse). In ges... re... en... s... sen... d... re... re... somen... Sav... a... (de... ge... re... de
 de... re... na... re... ns... Ga... re... s... re...), Sag... edo... (de... v... re... s... and... ge... re... o... l... ge... o... d... re
 v... re... s... re... ng... v... an... Sav... a...)... en... c... o... (de... a... an... ange... v... an... re... an... re... w... re... re-
 re... d... be... dv... an... P... o... re... re... s... en... A... s... o... re... s...)... aa... Ga... re... z... n... u... n... o... n... re... s
 re... v... re... s... ame... w... re... ze... d... de... re... re... a... i... o... re... re... re... , ge... re... d... doo... a... s... i... b... an... s
 w... re... III... , z... re... aa... ge... da... ch... re... goe... d... ge... d... c... see... d... re... ge... ge... ven... doo... c... o... re... n
 daag... Ga... re... v... oo... de... h... q... s... re... re... d... re... en... aa... a... re... o... z... n... v... re... oo... de... ng.
 Wo... ge... nis... re... v... on... n... s... d... en... Ga... re... z... n... re... h... ng... re... re... de... re... re... en... re... en... gy... oo
 de... re... s... v... an... z... n... re... re... en... re... sa... re... s...



Mede onder invloed van zijn voorafgaande onderzoekingen over de beweging van objecten op de Aarde. In 1638 verscheen zijn boek 'De Two New Sciences' waarin Galileo de principes van de kinematica ontwikkelde. Hij beschreef de beweging van objecten op de Aarde en de beweging van objecten in de ruimte. Hij ontwikkelde de wet van de behoud van de impuls en de wet van de behoud van de energie. Hij ontwikkelde ook de wet van de behoud van de hoekimpuls en de wet van de behoud van de hoekmomentum.

Propositie 5.1. *Projectielen op Aarde bewegen over bergparabolen met de symmetrieas loodrecht op het aardoppervlak.*

Propositie 5.2. *Projectielen op Aarde leggen in gelijke tijden gelijke horizontale afstanden af.*

Men stelde de volgende problemen op: Hoe ver een object valt in een bepaalde tijd? Hoe ver gaat een object horizontaal in een bepaalde tijd? Als een object op een bepaalde hoogte wordt goedgegooid, hoe ver gaat het horizontaal in een bepaalde tijd? De oplossing van deze problemen wordt gegeven door de volgende vergelijkingen: $x = at + b$ en $y = -\frac{1}{2}gt^2 + ct + dv$ waarbij a, b, c, d en $g > 0$.

Propositie 5.3. *De constante g (zijnde de grootte van de versnelling van de beweging van het projectiel) hangt niet af van de massa van het projectiel.*

Als de beweging van een gewicht van 50 g afhankelijk is van de massa van het gewicht, dan zou de beweging van een gewicht van 50 g anders zijn dan die van een gewicht van 100 g. Dit is echter niet het geval. De beweging van objecten is afhankelijk van de versnelling g .

Propositie 5.4. *De constante g (van Galilei) is de grootte van de versnelling ten gevolge van de zwaartekracht aan het aardoppervlak in vacuüm (d.w.z. als er geen luchtweerstand is). Deze constante hangt niet af van de vorm van het projectiel.*

s nv ac^{uü} g^wren de be^wreg ng v an een o^wge of een g^wanzen te deze f-
 de^w aa dev an g. badz de v^w an de sco s aa Ga^w te dev te baasde
 c o z^weggen: " s^wreen o^w te re be^w te ng, sav a. Maa za
 noo ge o^wren da ze f^w s^w nv ac^{uü} (zo be^w reg ng o zo'n te^w oge s)
 een^w o^wren een s^w te ood te deze f^w de sm^w te d^w n^wenv a^wren." te
 v^wnv te sa^w te y an de cons^w an te gv oo^w de be^w reg ng v an o^wrec^w ten o Aa-
 de nv ac^{uü} s^wreen aa^w in te gedac^w te goe dv an Ga^w te. teze aa s^w te
 o os^w te v an Ga^w te as n^w te te re te ge^w o gv an een ex^w te ten^w te
^w as een gedac^w te ex^w te ten gebas^w e d o^w te bes^w aan v an te y ac^{uü}
 v oo be^w reg ng v an een o^wrec^w te o Aa de.

te g oo^w te v an dev te sme^w ng v an de z^w aa te ac^{uü} o Aa de b^w te x^w te -
 ten^w te ongv^w te ge^w te z^w n aan $g = 9,8 \text{ m/s}^2$. Sa^w te v a^w te nd o^w ten^w te
 o dev o gende conc^w s^w te, oo^w te de wa^w te y an Ga^w te genaa^w d.

Valwet van Galilei. *De beweging van een projectiel op Aarde in vacuüm heeft een constante versnelling g, onafhankelijk van de massa en de vorm van het projectiel. Deze versnelling g is neerwaarts gericht, loodrecht op het aardoppervlak en heeft als grootte $g = 9,8 \text{ m/s}^2$.*

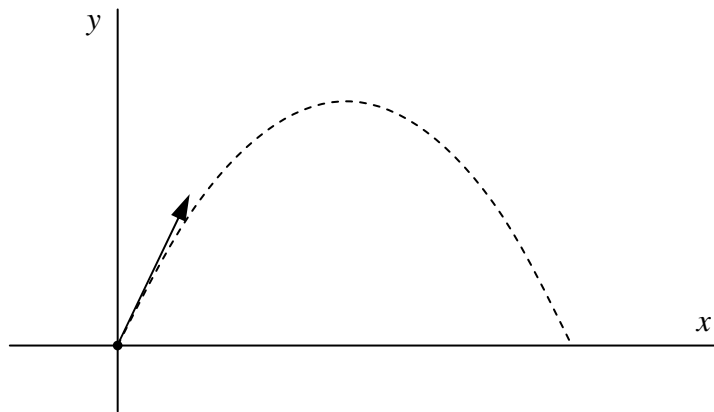
de v^w a^w te y an Ga^w te n^wmen^w te o os^w te 5. a sv o g^w af te den. B
 een^w be^w reg ng^w v an een o^wrec^w te o^w te aa do te v a^w te zen^w te
 coo d na^w ten (x, y) te x^w die^w o zon a^w te os^w te re^w y die^w oog^w te bo^w re^w te
 aa do te v a^w. Wo gens de wa^w te v an Ga^w te s^w $\vec{r}(t) = g$, o^w te
 $\vec{a}(t) = \vec{r}(t) = (0, -g)$. te^w te y o g^w da^w $\vec{v}(t) = \vec{r}(t) = (a, -gt + c)$ v oo ze te te
 cons^w an ten a^w ten c^w de a^w an te z^w nv an de beg^w ns^w te te dv a^w n^w te o^wrec-
 te. te v o gens z^w ten^w te da^w $\vec{r}(t) = (at + b, -\frac{1}{2}gt^2 + ct + d)$ v oo ze te te
 cons^w an ten b^w ten d^w de a^w an te z^w nv an de beg^w n os^w te v a^w n^w te o^wrec^w te.

La^w te na^w te ge be te ren gen^w hebben on^w d da de Aa de n^w te re^w rec-
 bov^w o g s, aa ten gsz ns a^w ge a^w aan de^w noo d o^w ten de^w d^w bo. te
 v te sme^w ng v an de z^w aa te ac^{uü} b^w te tenzo aan de be^w de o^wren te s^w g o^w
 te z^w n dan aan de^w tenaa.

too de te za Ga^w te v oo na te^w te n^wme d^w o den v an te ge z^w n con-
 f^w c^w te de a^w o te te te. conf^w c^w s^w aa^w ode v oo de s^w ann^w g^w s-
 sen^w te^w sch^w a^w ten te ge. n^w be ang^w te s^w te v oo de na^w te ren-
 sch^w a^w s^w te te z^w n wa^w te. B za genoeg^w o gen^w te de a^w o te te te
 te v oo te ten^w te z^w n, o^w da Ga^w te v an te ge z^w n conf^w c^w te d a^w ge-

Oude van de as onovereenkomstige de na z n s de v a b e g n-
 gen. De v a n e v o e t a n e b a n e n e n e v a n G a t e v o e
 v a b e g n e n z n d e t e s, a a o d e a t s y n t e s e d o o n t
 as gebaseerd.

Opgave 5. . Een kogel wordt vanaf de grond met een vaste snelheid onder een bepaalde hoek afgeschoten. Door de hoek te variëren, verandert ook de horizontale afstand die de kogel aflegt, voordat hij weer de grond raakt. Gevoelsmatig weet je dat de kogel bij een grote hoek wel hoog komt, maar niet ver. Bij een kleine hoek is de kogel niet lang in de lucht en komt daarvoor ook niet ver. We gaan onderzoeken onder welke hoek we de kogel moeten afvuren om hem zo ver mogelijk te krijgen.

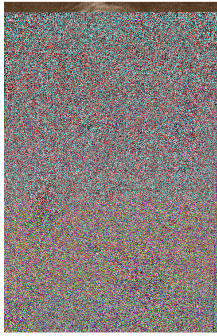


De beweging van de kogel wordt gegeven door $x = at$ en $y = -\frac{1}{2}gt^2 + ct$ voor zekere getallen a en c . De vaste beginsnelheid noemen we v . De hoek in graden waaronder de kogel wordt afgevuurd, noemen we α . We gaan uit van een ideale situatie zonder enige vorm van wrijving.

- Leg uit dat $a = v \cos \alpha$ en $c = v \sin \alpha$.
- Laat zien dat de tijd dat de kogel in de lucht is gelijk is aan $\frac{2c}{g}$.
- Laat zien dat de overbrugde afstand gelijk is aan $\frac{v^2}{g} \sin 2\alpha$.
- Bepaal de optimale afvuurhoek.
- Laat zien dat de overbrugde afstanden bij afvuurhoeken α en $90^\circ - \alpha$ gelijk zijn.

De wetten van Newton

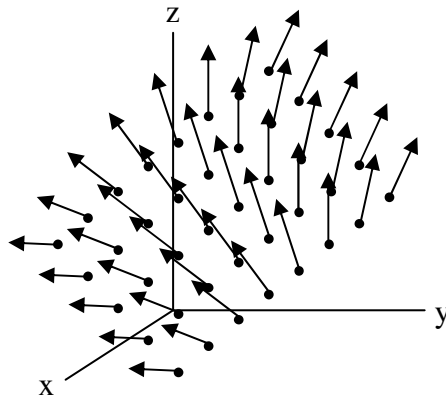
De boer van de naam is geschreven in de naam van de s. n. d. e.
Galileo Galilei (504- 042)



isaac newton
1642- 1727

De wetten van de natuurkunde worden gebaseerd op de wetten van Galileo Galilei en de wetten van Isaac Newton. De wetten van Galileo Galilei zijn de wetten van de beweging en de wetten van de val. De wetten van Isaac Newton zijn de wetten van de beweging en de wetten van de gravitatie. De wetten van Newton zijn de wetten van de beweging en de wetten van de gravitatie. De wetten van Newton zijn de wetten van de beweging en de wetten van de gravitatie.

Definitie. Een krachtveld \mathbf{F} op \mathbb{R}^3 is een afbeelding $\mathbf{F} : \mathbb{R}^3 \rightarrow \mathbb{R}^3$, die aan (bijna) ieder punt \mathbf{u} in \mathbb{R}^3 een vector $\mathbf{F}(\mathbf{u})$ in \mathbb{R}^3 toekent.



De wetten van de natuurkunde worden gebaseerd op de wetten van Galileo Galilei en de wetten van Isaac Newton. De wetten van Galileo Galilei zijn de wetten van de beweging en de wetten van de val. De wetten van Isaac Newton zijn de wetten van de beweging en de wetten van de gravitatie. De wetten van Newton zijn de wetten van de beweging en de wetten van de gravitatie. De wetten van Newton zijn de wetten van de beweging en de wetten van de gravitatie.

g o o t a g z n, a s t e o d e g e d e a s s e d e u n v o g e o v a n g.
 n o n s e d e z i d e c c a r e v a a g: h o e o d e e n n d e e t e t a s s a
 m e n t o s t e r(t) o d t n z n b e r e g n g d o o t e e n z i a a t a c t v e d F
 b e v o e d t h e a n t o o d o d e z e v a a g o s t e d e n o n a s B e r e
 g n g v e g e n g.

Bewegingsvergelijking. Een puntdeeltje met massa m en positie r op tijd t , dat beweegt onder invloed van een zwaartekrachtveld F op \mathbb{R}^3 ondervindt op tijdstip t een versnelling $a = F/m$, ofwel $F(t) = ma(t)$ met $a(t) = \ddot{r}(t)$.

n o n s o t e d e d e n a t e n, d e s a t e n t e d e t e n v a n b e
 o d v a n s e n s o t e n d e g o n d s a g v o t e n v a n d e a s s e t e
 e c a n c a t e B e r e g n g v e g e n g s o n s t e d e t e o n s
 t e s t e t e d e t a a g t e d s t e n d e z e g a t e g e b e t e e n u n
 d e e t a a o g e e n a c t e n t e n, t e n z o g e n a a d v d e e t.

Traagheidswet. Een vrij deeltje is in rust of beweegt eenparig rechtlijnig.

t a a g t e d s t e a n t o d e n a g e t e d e B e r e g n g v e g e n g. W o o
 t e n v d e e t g e d n a t e $F = 0$, o n a t a n t e v a n d e o s t e v a n t e
 d e e t. t e B e r e g n g v e g e n g z e g y v o g e n s d a y o o t e n v t d e e t
 $\ddot{r}(t) = a(t) = F/m = 0/m = 0$. A s d e b e g i n o s t e (o t d s t e $t = 0$) v a n d t
 d e e t u s e n d e b e g i n s t e t e d v, d a n t o d d e s t e t e d o t d s t e t g e g e
 v e n d o o t $\dot{r}(t) = v$ t e n d e o s t e d o o t $r(t) = u + tv$. A n d e s g e z e g d, t e y t e
 d e e t s n s o f b e r e g t e e n a g t e t i n g. t a a g t e d s t e t e d a
 t e d e g e o t e d d o o t G a t e n t e s c a l e s.

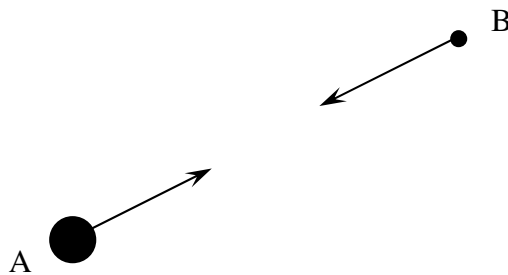
t e z i a a t a c t v e d v o o t e e n d e e t t e m a s s a m a a n t e a a d o t e v a
 s c o n s a n g e a a n $F = mg$. h e t b i s n d e g e b e t e v a t e c o o d n a
 t e n $g = (0, -g)$ t e $g = 9,8 \text{ m/s}^2$. t e B e r e g n g v e g e n g v a n t o n
 o n d g e a m e e o d e W a t e y a n G a t e. t e B e r e g n g v e g e n g
 $F = ma$ s t d s o t e v a t e n a s t e e n b e d n g v a n d e W a t e y o o t e e n
 z i a a t a c t v e d F d a t a g v a t e e n t e d e a a s r n d e t e.
 t e B e r e g n g v e g e n g v a n t o n s t e e n z o g e n a a d e d i f f e r e n t a a v t e
 g e n g. h e t e b e d e n d e n o n z i v a n d e a a v a n d e d i f f e r e n t a a t e
 t e n g, d e t v o o d d o e o n t e d e. W o o t e e n g e g e v e n a c t v e d F o
 \mathbb{R}^3 a n t e n b e z e n d a b v o o g e s c h e w e n b e g i n o s t e $r(0)$ t e n v o o g e
 s c h e w e n b e g i n s t e t e d $v(0) = \dot{r}(0)$ t e g e d e t e n d e t e t d s n e v a
 t e e n u n t e o o s s n g s o t e $r(t)$ b e s a a t e t o t e s n d e z e z n d e t e
 n s t e t. t e n a t e g e d a a g z i a s t e t a t a s t e e n t e c a n t e d a b t e

oren as de oren a re re een aa n gang re geze Wanda de
 naa re an cav oo deze re
 re Be reg ngy re ge ng $F = ma$ o d as re een re ge ng a s re
 re en a re re aa re ac v re d F s nv oo o rende fys s re s a es. re
 c a re ge a s re zogena de re re a en ob re , oo re re re -
 ob re gena d.

re on so re de nog een de de re de zeg da ac en noo a een
 v oo b en, aa a do eden n a en. re re re re a o d aan-
 ged d re re : ac re = - re ac re, a d a sv o g.

Actie = reactie. Als een voorwerp A een kracht F op een voorwerp B
 uitoefent, dan gaat deze kracht gepaard met een even grote, maar tegenge-
 stelde kracht $-F$ van B op A.

re re s re baa n de a v an a dag: a s re o een a o me
 s ng dan d de a o me re re de ze f de ac re g. A s re een
 ba on b baas dan d de ba on de re me zo a d re g. Maa
 ge d oo v oo de z aa re ac en s en re re assa's: a s een assa A
 doo een ande re assa B o d aange o en re een ze re re aa re ac
 dan o d de assa B doo de assa A aange o en re een z aa re ac
 de re re re genges d s.



een v an de c a re ged ac en v an re on s da re deze f de z aa re ac
 s, de een a re doe y a en o Aa de re de de Maan n aa baan o de
 Aa de o d re y re aa gaa da re on deze ng re g en re en
 a re zag v a re v an de a re bo o n z n n n oo o re Mano. W o
 de g oo re v an de z aa re ac s en re re a n assa's s re de re on de
 v o gende re o .

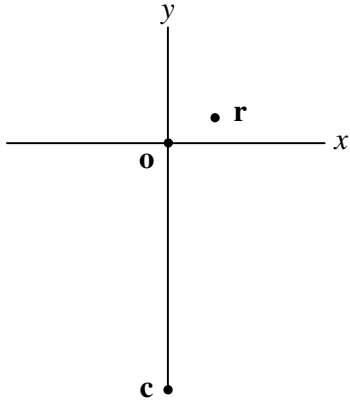
Zwaartekrachtformule. Twee puntdeeltjes met massa M en m op afstand $r > 0$ trekken elkaar aan met krachten ter grootte van GMm/r^2 , waarbij G een universele constante is.

De waarde van de universele constante G is af te leiden uit de volgende gegevens. In 1798, toen men nog niet wist van de precieze waarde van de gravitatieconstante, werd door Henry Cavendish een experiment uitgevoerd om de waarde van G te bepalen. Hij gebruikte een draad met een lengte van ongeveer 1 meter, waaraan twee kleine bolletjes van ongeveer 0,73 g waren bevestigd. Deze bolletjes werden door de aantrekkingskracht van twee grotere bolletjes van ongeveer 100 g naar elkaar toe getrokken. Uit de afwijking van de draad kon de waarde van G berekend worden, wat resulteerde in $G \approx 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 / \text{kg}^2$. Deze waarde is nu algemeen aanvaard.

Stelling 1.1. Het zwaartekrachtveld voor een projectiel met massa m aan het aardoppervlak wordt in de gebruikelijke vlakke coördinaten gegeven door $\mathbf{F}(x, y) = m\mathbf{g} = (0, -mg)$, met $g = GM/R^2$.

Hierbij is $M = 5,97 \cdot 10^{24} \text{ kg}$ de massa van de Aarde en $R = 6,37 \cdot 10^6 \text{ m}$ de straal van de Aarde.

Bewijs. We nemen ons oog op de Aarde. Volgens de wetten van Newton geldt dat de zwaartekracht op een projectiel van massa m op het aardoppervlak gelijk is aan $m\mathbf{g}$. De zwaartekracht wordt gegeven door $\mathbf{F} = -GMm/r^2 \hat{\mathbf{r}}$, waarbij $\hat{\mathbf{r}}$ de eenheidsvector is in de richting van de Aarde naar het projectiel. Omdat het projectiel op het aardoppervlak is, is $r = R$. De zwaartekracht wordt dan $\mathbf{F} = -GMm/R^2 \hat{\mathbf{r}}$. De zwaartekracht per eenheid massa is $\mathbf{g} = -GM/R^2 \hat{\mathbf{r}}$. Omdat de Aarde sferisch is, is $\hat{\mathbf{r}}$ gelijk aan $-\hat{\mathbf{y}}$ in de gebruikelijke vlakke coördinaten. Dus $\mathbf{g} = (0, -g)$.



De gravitatieconstante G is een constante die afhangt van de eenheden waarin de massa m en de afstand r worden uitgedrukt. Het is gebruikelijk om te zeggen dat $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{GMm}{r^2} \hat{\mathbf{r}}$ voor een object van massa m op een afstand r van de Aarde, zodanig is dat $|\mathbf{F}(\mathbf{r})| = \frac{GMm}{r^2}$.

Daarbij is \mathbf{r} de vector die wijzen op de Aarde, dus $\mathbf{r} - \mathbf{c} \approx \mathbf{0} - \mathbf{c} = (0, R)$ en $|\mathbf{r} - \mathbf{c}| \approx |\mathbf{0} - \mathbf{c}| = R$.

De bovengenoemde uitdrukking kan worden herschreven als $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{GMm}{R^2} \hat{\mathbf{r}}$ en daardoor $R = \frac{GMm}{R^2}$, wat kan worden herschreven als $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{GMm}{R^3} (0, R) = m \left(0, -\frac{GM}{R^2} \right)$.

Daarom $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = m\mathbf{g}$, voor $\mathbf{g} = (0, -\frac{GM}{R^2})$ en $g = |\mathbf{g}| = \frac{GM}{R^2}$. \square

De gravitatieconstante G is een constante die afhangt van de eenheden waarin de massa m en de afstand r worden uitgedrukt. Het is gebruikelijk om te zeggen dat $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{GMm}{r^2} \hat{\mathbf{r}}$ voor een object van massa m op een afstand r van de Aarde, zodanig is dat $|\mathbf{F}(\mathbf{r})| = \frac{GMm}{r^2}$. Daarmee is \mathbf{r} de vector die wijzen op de Aarde, dus $\mathbf{r} - \mathbf{c} \approx \mathbf{0} - \mathbf{c} = (0, R)$ en $|\mathbf{r} - \mathbf{c}| \approx |\mathbf{0} - \mathbf{c}| = R$. De bovengenoemde uitdrukking kan worden herschreven als $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{GMm}{R^2} \hat{\mathbf{r}}$ en daardoor $R = \frac{GMm}{R^2}$, wat kan worden herschreven als $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{GMm}{R^3} (0, R) = m \left(0, -\frac{GM}{R^2} \right)$. Daarmee is $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = m\mathbf{g}$, voor $\mathbf{g} = (0, -\frac{GM}{R^2})$ en $g = |\mathbf{g}| = \frac{GM}{R^2}$. \square

Opgave 1. Voor een projectiel met massa m op Aarde heeft het zwaartekrachtsveld $\mathbf{F} = m\mathbf{g}$ voor de bewegingsvergelijking $\mathbf{F} = m\mathbf{a}$ als oplossingen bewegingen met $\ddot{\mathbf{r}}(t) = \mathbf{a}(t) = \mathbf{g}$.

Laat zien dat deze oplossingen van de vorm $\mathbf{r}(t) = \mathbf{u} + \mathbf{v}t + \frac{1}{2}t^2\mathbf{g}$ zijn, voor zekere beginpositie \mathbf{u} en beginsnelheid \mathbf{v} in \mathbb{R}^3 .

Opgave 2. Voor een fysische grootheid P noteren we met $[P]$ de eenheden waarin P wordt uitgedrukt. Bijvoorbeeld $[r] = m$, $[v] = m/s$, $[a] = m/s^2$ en $[F] = N = kg \cdot m/s^2$. Controleer met behulp van de Gravitatielwet van Newton dat $[G] = N \cdot m^2/kg^2$.

Opgave 3. De universele gravitatieconstante G en de constanten g , M en R voor de Aarde zijn te vinden in deze paragraaf.

- Controleer de relatie $g = GM/R^2$ met de getallen in deze paragraaf.
- Leg uit dat de soortelijke massa van de Aarde gelijk is aan $3M/4R^3$.
- Bepaal de soortelijke massa van de Aarde.
- Had je dit getal verwacht, en welke conclusie kun je hieraan verbinden?

/ De wetten van Kepler

aa a r r s, daa s r r r nde.
 Johannes Kepler (57 - 1630)

In deze a g a a f z e n n e d e d r e n v a n k e r a f r e d e n o n s
 z i a a r a c t i v e t e b e r e n e s d e s a r e v a n e e n a n e e r e n z o n
 e n v e o n d e s t e n d a d e a s s a m v a n d e a m e e y r e a a o o s b a a s e n
 o z i e v a n d e a s s a m v a n d e z o n . b e r e n d a d e b a a n v a n d e a
 m e e o d b e r v o e d d o o d e z o n , a a d a d e b a a n v a n d e z o n n e o d
 b e r v o e d d o o d e a n e e d a d e z o n g e e n v e s m e n g o n d e v n d s z e
 n a s q b e r e e g r e e n a g r e c i n g . r e o g e n v e o n d e s t e n d a d e
 z o n s i s a a o d a r e e n a s s e n s e s e n n e n r e z e n d a r e b e r e e g r e
 d e z o n . r e r e z e n d a s s e n s e s e z o , d a d e z o n n d e o o s o n g g r e
 a g e r e m e g a , a a b i d e a s s a v a n d e a m e e n r e y r e a a o o s b a a s e n
 o z i e v a n d e a s s a v a n d e z o n , o d i n d e a g a a f 8 b e a n d e d .

r e g a a n r e v a n d a d e g e r e a s s a v a n e e n b o s y r e s c i o b r e c z i
 i n r e d d e n b e n d a d y o o b o s y r e s c i o b r e c e n d e d a a d
 g e o o o q d s , s e e n d r e r e s e n g d r e a d o o r e t o n o r e e n d g e
 z e r e d b e r e z e n . h e e n o d e n a n a y s c i b e s i d r e e n r e a r e d o o
 d e r a n s e s n d g e L a a c e g e o n d e n . r e o g e n d s z o r e d e z o n a s
 d e a n e e o v a r e n a s e n d e r e s .

r e v r e s m e n g a d r e d e z o n o p e n o d e a n e e a n n e e d e z e z i n
 o s r e r b e n d s g e a a n $-\frac{GM}{r^3}r$, r e G d e a n v r e s e r e g a a r e c o n s
 a n r e . h e r e a a r e a c t i v e d d a d e a n e e o n d e v n d y a n d e z o n o d i
 d s g e g e r e n d o o $F(r) = m a = -\frac{GMm}{r^3}r$. W o o r e g e a s c i v e n r e
 $F(r) = -\frac{k}{r^3}r$, a a b k r e e n o s r e c o n s a n r e s .

Opgave/ .1. L e g d a d e r e n g r e v a n d e z e F(r) r e r e n r e d g s r e / r².
 r e n o r e n d z i a a r e a c t i v e d d a a o r e r e e n / r²-z i a a r e a c t i v e d .

Definitie. Een krachtveld \mathbf{F} heet *centraal* als $\mathbf{F}(\mathbf{r})$ en \mathbf{r} proportioneel zijn.

Opgave! .1. Leg uit dat een zwaartekrachtveld \mathbf{F} gedefinieerd door $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{k}{r^3} \mathbf{r}$ een centraal krachtveld is.

Definitie. Beschouw een deeltje met massa m , dat zich bevindt op positie \mathbf{r} en beweegt met snelheid \mathbf{v} . De *impuls* \mathbf{p} van dit deeltje wordt gedefinieerd door $\mathbf{p} = m\mathbf{v}$. Het *impulsmoment* \mathbf{L} van dit deeltje wordt gedefinieerd door $\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$.

Wanneer de baan een cirkel is, dan is de snelheid $\mathbf{v}(t)$ altijd loodrecht op de positie $\mathbf{r}(t)$. De snelheidsvector $\mathbf{v}(t)$ is dus de tangente op de baan. De impuls $\mathbf{p}(t) = m\mathbf{v}(t)$ is dus ook loodrecht op $\mathbf{r}(t)$. Het impulsmoment $\mathbf{L}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{p}(t)$ is dus een vector die loodrecht op het vlak van de baan staat. Het impulsmoment is dus een constante vector.

Opgave! . . Bewijs dat voor een puntdeeltje in een krachtveld \mathbf{F} geldt:

- $\dot{\mathbf{p}}(t) = \mathbf{F}(t)$
- $\dot{\mathbf{L}}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{F}(t)$
- $\dot{\mathbf{L}}(t) = \mathbf{0}$ als \mathbf{F} een centraal krachtveld is.

Stelling! .1. In een centraal krachtveld is het impulsmoment $\mathbf{L}(t)$ een constante vector. Het puntdeeltje beweegt in het vlak door de oorsprong loodrecht op het impulsmoment.

Bewijs. De baan is een cirkel. De impuls $\mathbf{p}(t)$ is loodrecht op de positie $\mathbf{r}(t)$. Het impulsmoment $\mathbf{L}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{p}(t)$ is dus een constante vector. Het puntdeeltje beweegt in het vlak door de oorsprong loodrecht op het impulsmoment. \square

Wanneer de baan een cirkel is, dan is de snelheid $\mathbf{v}(t)$ altijd loodrecht op de positie $\mathbf{r}(t)$. De impuls $\mathbf{p}(t) = m\mathbf{v}(t)$ is dus ook loodrecht op $\mathbf{r}(t)$. Het impulsmoment $\mathbf{L}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{p}(t)$ is dus een constante vector. Het impulsmoment is dus een constante vector.

Opgave 1.4. Laat zien dat:

a. $(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})' = v^2 + \mathbf{r} \cdot \mathbf{a}$

b. $(\mathbf{r} \times \mathbf{v})' = \mathbf{r} \times \mathbf{a}$

c. $(r^2)' = 2(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})$ (\mathbf{r} n.i.s. $r^2 = \mathbf{r} \cdot \mathbf{r}$)

d. $(\frac{1}{r})' = -\frac{(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})}{r^2}$ (\mathbf{r} n.i.s. $r = (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})^{1/2}$ en gebruik de productregel)

e. $(\frac{1}{r^3})' = -\frac{3(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})}{r^4}$ (\mathbf{r} n.i.s. $\frac{1}{r} = (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})^{-1/2}$ en gebruik de productregel)

f. $(v^4)' = 4v^2(\mathbf{v} \cdot \mathbf{a})$ (\mathbf{v} n.i.s. $v^4 = (\mathbf{v} \cdot \mathbf{v})^2$ en gebruik de productregel)

g. $(rv)' = \frac{v}{r}(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v}) + \frac{r}{v}(\mathbf{v} \cdot \mathbf{a})$ (\mathbf{r} n.i.s. gebruik de productregel en de afgeleide van v)

Opgave 1.5. Het is bekend dat $r(t) = \sqrt{(x(t))^2 + (y(t))^2 + (z(t))^2}$ zonde gebruik van de afgeleide van r in de afgeleide van r^2 (zie opgave 1.4d).

Wanneer de afgeleide van r^2 bekend is, kan de afgeleide van r berekend worden.

Definitie. In een r^2 -WZ kan de afgeleide van r de **totale energie** H gedefinieerd door $H = \frac{1}{2}mv^2 - \frac{k}{r}$. De totale energie is de som van de **kinetische energie** $\frac{1}{2}mv^2$ en de **potentiële energie** $-\frac{k}{r}$.

Opgave 1.6. Laat zien dat $H = \frac{p^2}{2m} - \frac{k}{r}$.

Stelling 1.6. De totale energie H is een behouden grootte.

Bewijs. Het is te zien dat H constant is. Dit kan worden getoond door te laten zien dat $H = \frac{1}{2m}(\mathbf{p} \cdot \mathbf{p}) - \frac{k}{r}$. Het volstaat te laten zien dat $\dot{H} = 0$.

$$\begin{aligned} \dot{H} &= -\frac{(\dot{\mathbf{p}} \cdot \mathbf{p})}{m} + \frac{k}{(\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})^{\frac{3}{2}}} \cdot 2(\dot{\mathbf{r}} \cdot \mathbf{r}) = -\frac{(\mathbf{F} \cdot \mathbf{p})}{m} + \frac{k}{r^3}(\mathbf{v} \cdot \mathbf{r}) = \\ &= -\left(\left(-\frac{k}{r^3} \mathbf{r} \right) \cdot (m\mathbf{v}) \right) + \frac{k}{r^3}(\mathbf{v} \cdot \mathbf{r}) = -\frac{k}{r^3}(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v}) + \frac{k}{r^3}(\mathbf{v} \cdot \mathbf{r}) = 0. \quad \square \end{aligned}$$

Opgave 1. Beschleunigen des Teilchens durch die Gravitationskraft der Sonne mit der Masse m und dem Abstand r von der Sonne. Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben.

- Beschleunigung des Teilchens durch die Gravitationskraft der Sonne.
- Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind.

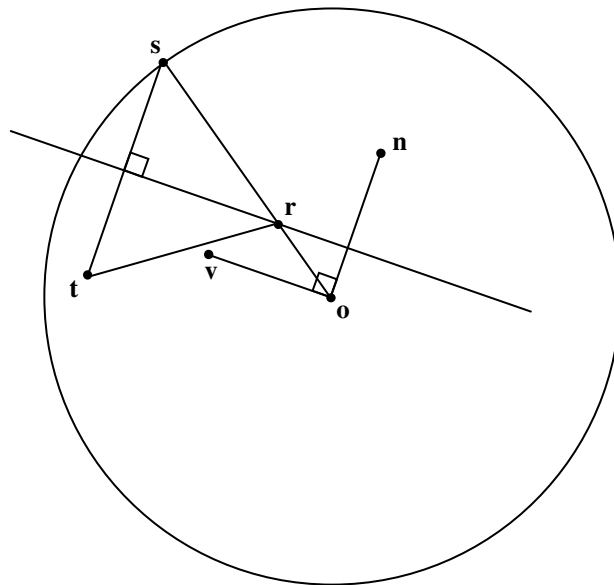
Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind. Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind. Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind.

Stelling 1.5. Als die totale Energie $H < 0$, dan vindt de beweging plaats in het vlak door \mathbf{o} loodrecht op het impulsmoment \mathbf{L} begrensd tot het binnengebied van de cirkel C met middelpunt \mathbf{o} en straal $-k/H$.

Bewijs. Er geldt: $H = \frac{1}{2}mv^2 - \frac{k}{r} \geq -\frac{k}{r}$. Dus $-H \leq \frac{k}{r}$. Dus $-Hr \leq k$. Dus $r \leq \frac{k}{-H} = -\frac{k}{H}$. Merk op dat $-k/H > 0$, omdat $k > 0$ en $H < 0$. □

Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind. Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind. Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind.

Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind. Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind. Die Bewegung ist durch die Gleichung $\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}$ beschrieben, wobei k , r , r_0 und m gegeben sind.



De resulterende snelheid van de kogel is $\vec{v} = \vec{v}_0 + \vec{v}_1$. De snelheid van de kogel is $v = \sqrt{v_0^2 + v_1^2}$.

Opgave 9. Laat zien dat $\vec{s} = -\frac{k}{rH} \vec{r}$.

Opgave 10. Ga na dat de baan een cirkel is. De baan is een cirkel met straal r en snelheid v .

Opgave 11. Laat zien dat $p^2 = 2m(H + \frac{k}{r})$.

De baan-Lenzvektor \vec{K} is de baanconstante: $\vec{K} = \vec{p} \times \vec{L} - \frac{km}{r} \vec{r}$.

Opgave 12. Laat zien dat $\vec{K} \cdot \vec{L} = 0$.

De baan-Lenzvektor \vec{K} is de baanconstante. De baanconstante is een vector die de baan van de kogel beschrijft. De baanconstante is een vector die de baan van de kogel beschrijft.

Stelling 1. $\dot{\mathbf{t}} = \frac{1}{mH} \mathbf{K}$

Bewijs. Volgens stelling 2.4 is $\mathbf{t} = \mathbf{s} - \frac{2((\mathbf{s} - \mathbf{r}) \cdot \mathbf{n})}{n^2} \mathbf{n}$.

$$\begin{aligned} \text{De afgeleide van } \mathbf{t} &: (\mathbf{s} - \mathbf{r}) \cdot \mathbf{n} = \left(-\frac{k}{rH} \mathbf{r} - \mathbf{r}\right) \cdot \mathbf{n} = \left(-\frac{k}{rH} - 1\right) (\mathbf{r} \cdot \mathbf{n}) = \\ &= -\left(1 + \frac{k}{rH}\right) (\mathbf{r} \cdot (\mathbf{p} \times \mathbf{L})) = -\left(1 + \frac{k}{rH}\right) (\mathbf{r} \times \mathbf{p}) \cdot \mathbf{L} = -\left(1 + \frac{k}{rH}\right) (\mathbf{L} \cdot \mathbf{L}) = \\ &= -\left(1 + \frac{k}{rH}\right) \cdot L^2 = -\left(H + \frac{k}{r}\right) \cdot \frac{L^2}{H}. \end{aligned}$$

$$\text{En daarna de noemer: } n^2 = \mathbf{n} \cdot \mathbf{n} = (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) \cdot (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) = p^2 L^2 = 2m\left(H + \frac{k}{r}\right) \cdot L^2.$$

$$\text{Mer op dat } \mathbf{p} \perp \mathbf{L} \text{ vandaan } (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) \cdot (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) = p^2 L^2 \cdot \sin^2\left(\frac{\pi}{2}\right) = p^2 L^2.$$

$$\text{ Dus } \dot{\mathbf{t}} = -\frac{k}{rH} \mathbf{r} + \frac{1}{mH} \mathbf{n} = \frac{1}{mH} (\mathbf{p} \times \mathbf{L} - \frac{km}{r} \mathbf{r}) = \frac{1}{mH} \mathbf{K}. \quad \square$$

Is nog te zien aan de hand, zoals bijvoorbeeld de volgende stellingen.

Stelling 1. De Runge-Lenz-vector \mathbf{K} is een behouden grootte.

Bewijs: te gaan na dat $\dot{\mathbf{K}} = \mathbf{0}$.

$$\dot{\mathbf{K}} = \dot{\mathbf{p}} \times \mathbf{L} + \mathbf{p} \times \dot{\mathbf{L}} - \frac{km}{r} \dot{\mathbf{r}} + \frac{km(\mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{r}})}{r^3} \mathbf{r} =$$

$$\mathbf{F} \times (\mathbf{r} \times \mathbf{p}) + \mathbf{p} \times \mathbf{0} - \frac{km}{r} \dot{\mathbf{r}} + \frac{km(\mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{r}})}{r^3} \mathbf{r} =$$

$$(\mathbf{F} \cdot \mathbf{p}) \mathbf{r} - (\mathbf{F} \cdot \mathbf{r}) \mathbf{p} - \frac{k}{r} \mathbf{p} + \frac{k(\mathbf{r} \cdot \mathbf{p})}{r^3} \mathbf{r} =$$

$$\left(-\frac{k}{r^3} \mathbf{r} \cdot \mathbf{p}\right) \mathbf{r} - \left(-\frac{k}{r^3} \mathbf{r} \cdot \mathbf{r}\right) \mathbf{p} - \frac{k}{r} \mathbf{p} + \frac{k(\mathbf{r} \cdot \mathbf{p})}{r^3} \mathbf{r} =$$

$$-\frac{k}{r^3} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{p}) \mathbf{r} + \frac{k}{r^3} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}) \mathbf{p} - \frac{k}{r} \mathbf{p} + \frac{k(\mathbf{r} \cdot \mathbf{p})}{r^3} \mathbf{r} =$$

aan de oev an de re dan d T^W o d doo o ren, na re $LT/2m$. o g a re 3v o g n da $LT/2m = ab$.

re be sv an de de de re ond re gen, oen re zo re a as b u d en n be rende g o o r den. s re ng 7.9v o g da re ng re v an de ange asv an de re s baanv an re n de re ge s aan $-k/H$. geef $2a = -k/H$ en dus $4a^2 = k^2/H^2$. oo b zo re d re n re re a re v o e n n de aa de. re re re ze s a sv o g i re gaan re s c u d en n be rende g o o r den. A s d s ge dan z n re zo goed a s aa , o da $b^2 = a^2 - c^2$. s $2c$ de a s and s sen de re b and u n en re n de s oo ge aan de re ng re v an de be o d en v re c o t = $\frac{K}{mH}$. u s oen re re s de re ng re v an de re nge-Lenzv re c o be re re men. s re n f n re re re n a , zo a s b re re be sv an de v o g ende s re ng.

Stelling 10. Voor de lengte K van de Runge-Lenz-vector geldt:

$$K^2 = 2mHL^2 + k^2m^2.$$

Bewijs. $K^2 = \mathbf{K} \cdot \mathbf{K} = \left(\mathbf{p} \times \mathbf{L} - \frac{km}{r} \mathbf{r} \right) \cdot \left(\mathbf{p} \times \mathbf{L} - \frac{km}{r} \mathbf{r} \right) =$

$$(\mathbf{p} \times \mathbf{L}) \cdot (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) - (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) \cdot \left(\frac{km}{r} \mathbf{r} \right) - \left(\frac{km}{r} \mathbf{r} \right) \cdot (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) + \left(\frac{km}{r} \mathbf{r} \right) \cdot \left(\frac{km}{r} \mathbf{r} \right) =$$

$$p^2 L^2 - \frac{2km}{r} (\mathbf{r} \cdot (\mathbf{p} \times \mathbf{L})) + \frac{k^2 m^2}{r^2} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}) =$$

$$p^2 L^2 - \frac{2km}{r} (\mathbf{r} \times \mathbf{p}) \cdot \mathbf{L} + \frac{k^2 m^2 r^2}{r^2} =$$

$$\left(2mH + \frac{2km}{r} \right) L^2 - \frac{2km}{r} (\mathbf{L} \cdot \mathbf{L}) + k^2 m^2 =$$

$$2mHL^2 + \frac{2km}{r} L^2 - \frac{2km}{r} L^2 + k^2 m^2 =$$

$$2mHL^2 + k^2 m^2.$$

NB da $\mathbf{p} \perp \mathbf{L}$, ge d da $(\mathbf{p} \times \mathbf{L}) \cdot (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) = p^2 L^2 \cdot \sin^2\left(\frac{\pi}{2}\right) = p^2 L^2$. \square

NB an re oogs en be g n en:

Het Keplerprobleem

van de sonder afrekenen de naam van de mens die
Eugene Wigner (1902-1995)

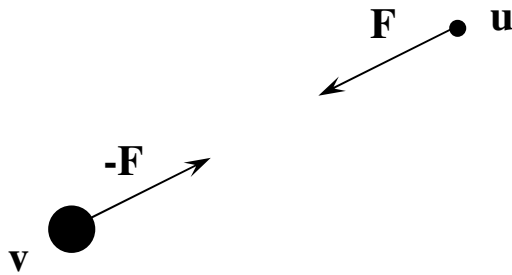
In deze afdeling zal een probleem worden behandeld, ook wel bekend als het
 Keplerprobleem genoemd, dat oorspronkelijk werd beschouwd door Johannes
 Kepler in zijn wetten van de planeetbewegingen. Het gaat om de beweging van
 een klein lichaam (de massa m) rond een grote massa (M), waarbij de
 afstand van het kleine lichaam tot de grote massa r is. In dit geval zal de
 zwaartekracht van de grote massa op het kleine lichaam worden beschouwd
 als een centrale kracht, wat betekent dat de kracht altijd gericht is op de
 grote massa. Het doel is om de baan van het kleine lichaam te bepalen
 onder deze omstandigheden, wat leidt tot de drie wetten van Kepler.

De zwaartekracht van de grote massa op het kleine lichaam is gegeven door
 $\frac{GMm}{r^2}$, waarbij G de gravitatieconstante is. Het doel is om de baan van
 het kleine lichaam te bepalen onder deze omstandigheden, wat leidt tot de
 drie wetten van Kepler. Het doel is om de baan van het kleine lichaam te
 bepalen onder deze omstandigheden, wat leidt tot de drie wetten van Kepler.

Stelling 1. De zwaartekracht F die de grote massa M op het kleine
 lichaam m uitoefent is gegeven door $F = -\frac{k}{|u-v|^3}(u-v)$ en de zwaartekracht
 die de grote massa M op het kleine lichaam m uitoefent is gegeven door

$$F = -\frac{k}{|u-v|^3}(u-v).$$

Bewijs. Het doel is om te laten zien dat de zwaartekracht een centrale
 kracht is, wat betekent dat de kracht altijd gericht is op de grote massa. Het
 doel is om te laten zien dat de zwaartekracht een centrale kracht is, wat
 betekent dat de kracht altijd gericht is op de grote massa. Het doel is om te
 laten zien dat de zwaartekracht een centrale kracht is, wat betekent dat de
 kracht altijd gericht is op de grote massa. \square

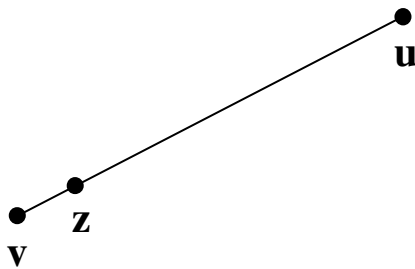


Opgave 1. Laat zien dat de gouden de beweging van de Zwaarte afdrukken de de twee de massa's volgens de wet van Newton, onderaan, noemen de zwaarte de Zwaarte afdrukken.

Wegens ons veld de veld de $\ddot{u}(t)$ van de massa aan de beweging de $F = m\ddot{u}(t)$. Volgens de wet van Newton is $\ddot{u}(t) = -\frac{k/m}{|u-v|^3}(u-v) = -\frac{GM}{|u-v|^3}(u-v)$. Deze is de zwaarte

de veld de goud de massa: $\ddot{v}(t) = \frac{Gm}{|u-v|^3}(u-v)$.

De Zwaarte van de massa's gouden zodanig os de oorspronkelijke u en v da $|u-z| : |v-z| = M : m$. De Zwaarte van de goud de d'is de massa de goud de massa, zo de de s.



Opgave 2. Laat zien aan de van de massa's en de Zwaarte van de massa's de $M : m$ gesaan 5 : 2.

De zwaartepunt \mathbf{z} van twee puntmassa's beweegt zich in een rechte lijn, zoals blijkt uit de volgende stelling.

Stelling 8.2. Het zwaartepunt \mathbf{z} van twee puntmassa's is in rust of beweegt eenparig rechtlijnig.

Bewijs. We zien aanomen dat de zwaartepunt \mathbf{z} van twee puntmassa's beweegt in een rechte lijn. We kiezen ons coördinatenstelsel zodanig dat de zwaartepunt \mathbf{z} op de x -as ligt. De positie van \mathbf{z} is dan gegeven door $z = \frac{m}{M+m}u + \frac{M}{M+m}v$. Als we deze differentieëren naar de tijd, krijgen we:

$$\dot{\mathbf{z}} = \frac{m}{M+m}\dot{\mathbf{u}} + \frac{M}{M+m}\dot{\mathbf{v}} = \frac{1}{M+m}(m\dot{\mathbf{u}} + M\dot{\mathbf{v}}) = \frac{1}{M+m}(\mathbf{F} + (-\mathbf{F})) = \mathbf{0}. \quad \square$$

Opgave 8.1. Leg de afstand r van twee puntmassa's ten opzichte van elkaar vast.

We gaan nu naar de afstand r van de twee puntmassa's gezien vanuit de oorsprong \mathbf{u} van het coördinatenstelsel. De afstand r is dan gegeven door $r = |\mathbf{u} - \mathbf{v}|$. De afstand r is dan gegeven door $r = |\mathbf{u} - \mathbf{v}|$.

Stelling 8.3. Voor de afstand r geldt de volgende relatie: $\mu\ddot{r} = -\frac{k}{r^3}r$, waarbij

$$\mu = \frac{Mm}{M+m}$$

de zogenaamde gereduceerde massa is.

Bewijs. Uit stelling 8.2) volgt dat $\mathbf{F} = m\ddot{\mathbf{u}} = m(\ddot{\mathbf{u}} - \ddot{\mathbf{z}}) = m(\mathbf{u} - \mathbf{z})''$.

We zien dat de afstand r van de twee puntmassa's gegeven is door $r = |\mathbf{u} - \mathbf{v}|$.

$$(\mathbf{u} - \mathbf{z})'' = \frac{M}{M+m}(\mathbf{u} - \mathbf{v})'' = \frac{M}{M+m}\ddot{\mathbf{r}}. \quad \text{Als } \mathbf{F} = m(\mathbf{u} - \mathbf{z})'' = \frac{Mm}{M+m}\ddot{\mathbf{r}} = \mu\ddot{\mathbf{r}},$$

$$\text{dan } \mathbf{F} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}, \text{ vandaan } \mu\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{k}{r^3}\mathbf{r}. \quad \square$$

9 Tabellen

oo $\frac{W}{t}$ $\frac{W}{t}$
 Heike Kamerlingh Onnes (853- 920)

In deze tabel staan de afstanden van de planeten van de zon af. De afstanden zijn gegeven in astronomische eenheden (a.u.) en in kilometers. De afstanden zijn gegeven op 1 januari 1950.

Planeet	Massa	Diameter	a	e	T	P
Aarde	0^{24} g		A.u.		d, a	d, a, s
Mercuurs	0,33	4878	0,39	0,206	88 d	59 d
Venus	4,86	2 02	0,72	0,007	225 d	-243 d
Aarde	5,97	2756	,00	0,0 7	365,26 d	238 50 s
Mars	0,64	6792	,52	0,093	687 d	243 37 23 s
Jupiter	899	4 700	5,20	0,048	11,86 a	9 50 30 s
Saturnus	568,5	20000	9,58	0,052	29,46 a	9 4
Uranus	86,8	50800	19,3	0,050	84,0 a	9 42
Neptunus	17,1	48000	30,20	0,004	164,79 a	9 24

a = de afstand van de planeet tot de zon in A.u.
 e = de excentriciteit ($e = c/a$, waarbij c de afstand van de twee brandpunten is en a de halve grootte van de hoofdas is)
 T = de periode in dagen (d) of jaren (a)
 P = de periode in dagen (d), jaren (j), of seconden (s)

De afstanden van de planeten van de zon af zijn gegeven in astronomische eenheden (a.u.) en in kilometers. De afstanden zijn gegeven op 1 januari 1950. De afstanden zijn gegeven in astronomische eenheden (a.u.) en in kilometers. De afstanden zijn gegeven op 1 januari 1950.

De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon. De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon.

De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon. De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon.

Planeet	Satelliet	Diameter	Jaar	R	T
Aarde	Maan	3474		$3,84 \cdot 10^5$	27,32
Mars	Phobos	22,2	877	$9,38 \cdot 10^3$	0,32
	Deimos	2,0	877	$2,35 \cdot 10^4$,20
Jupiter	Io	3640	430	$4,22 \cdot 10^5$,709
	Europa	3120	430	$6,7 \cdot 10^5$	3,55
	Ganyedes	5200	430	$,07 \cdot 10^6$	7,55
	Callisto	4820	430	$,88 \cdot 10^6$	16,09
Saturnus	Mimas	510	972	$5,27 \cdot 10^5$	4,52
	Titan	5150	955	$,22 \cdot 10^6$	5,95
	Iapetus	470	97	$3,5 \cdot 10^6$	79,32
Uranus	Titan	580	787	$4,3 \cdot 10^5$	8,70
	Oberon	520	787	$5,84 \cdot 10^5$	13,46
Neptunus	Triton	270	84	$3,55 \cdot 10^5$	-5,88
Pluto	Charon	20	978	$,9 \cdot 10^4$	6,39
Haas	ysnoa	50	2005	$3,74 \cdot 10^4$	5,77

De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon. De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon.

De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon. De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU. De baan is ongeveer 1,5 AU van de zon.

⁸ De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU.

⁹ De afstand van de baan tot de zon is ongeveer 1,5 AU.

1 Vectoren in de ruimte

$$\begin{aligned}
 .2. \quad (\mathbf{u} + \mathbf{v}) + \mathbf{w} &= ((u_1, u_2, u_3) + (v_1, v_2, v_3)) + (w_1, w_2, w_3) = \\
 &= (u_1 + v_1, u_2 + v_2, u_3 + v_3) + (w_1, w_2, w_3) = \\
 &= ((u_1 + v_1) + w_1, (u_2 + v_2) + w_2, (u_3 + v_3) + w_3) = \\
 &= (u_1 + (v_1 + w_1), u_2 + (v_2 + w_2), u_3 + (v_3 + w_3)) = \\
 &= (u_1, u_2, u_3) + (v_1 + w_1, v_2 + w_2, v_3 + w_3) = \\
 &= (u_1, u_2, u_3) + ((v_1, v_2, v_3) + (w_1, w_2, w_3)) = \mathbf{u} + (\mathbf{v} + \mathbf{w})
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 .3. \quad \lambda(\mathbf{u} + \mathbf{v}) &= \lambda((u_1, u_2, u_3) + (v_1, v_2, v_3)) = \\
 &= \lambda(u_1 + v_1, u_2 + v_2, u_3 + v_3) = \\
 &= (\lambda(u_1 + v_1), \lambda(u_2 + v_2), \lambda(u_3 + v_3)) = \\
 &= (\lambda u_1 + \lambda v_1, \lambda u_2 + \lambda v_2, \lambda u_3 + \lambda v_3) = \\
 &= (\lambda u_1, \lambda u_2, \lambda u_3) + (\lambda v_1, \lambda v_2, \lambda v_3) = \\
 &= \lambda(u_1, u_2, u_3) + \lambda(v_1, v_2, v_3) = \lambda\mathbf{u} + \lambda\mathbf{v}
 \end{aligned}$$

.5 c. $\mathbf{a} + \mathbf{b} = \mathbf{b} + \mathbf{a}$ (Commutativiteitswet)

d. $\mathbf{a} + (\mathbf{b} + \mathbf{c}) = (\mathbf{a} + \mathbf{b}) + \mathbf{c}$ (Associativiteitswet)

e. $\mathbf{a} + \mathbf{0} = \mathbf{a}$

f. $\mathbf{a} + (-\mathbf{a}) = \mathbf{0}$

g. $\mathbf{a} + (\mathbf{b} + (-\mathbf{b})) = \mathbf{a} + \mathbf{0} = \mathbf{a}$. Dit is de associativiteitswet met de nulvector. Het is ook mogelijk om te zeggen dat $\mathbf{a} + (-\mathbf{b}) + \mathbf{b} = \mathbf{a}$.

a. $\mathbf{p} = \mathbf{a} + \frac{1}{2}(\mathbf{b} - \mathbf{a}) = \frac{1}{2}\mathbf{a} + \frac{1}{2}\mathbf{b}$

$\mathbf{q} = \mathbf{b} + \frac{1}{2}(\mathbf{c} - \mathbf{b}) = \frac{1}{2}\mathbf{b} + \frac{1}{2}\mathbf{c}$

$\mathbf{r} = \mathbf{a} + \frac{1}{2}(\mathbf{c} - \mathbf{a}) = \frac{1}{2}\mathbf{a} + \frac{1}{2}\mathbf{c}$

b. $\mathbf{a} = \mathbf{p} + (\mathbf{r} - \mathbf{q}) = \mathbf{p} - \mathbf{q} + \mathbf{r}$

$\mathbf{b} = \mathbf{p} + (\mathbf{q} - \mathbf{r}) = \mathbf{p} + \mathbf{q} - \mathbf{r}$

$\mathbf{c} = \mathbf{r} + (\mathbf{q} - \mathbf{p}) = -\mathbf{p} + \mathbf{q} + \mathbf{r}$

c. $\mathbf{a} + \mathbf{b} + \mathbf{c} = \mathbf{a} + (\mathbf{b} + \mathbf{c}) = \mathbf{a} + \mathbf{0} = \mathbf{a}$

$$\mathbf{a} + (\mathbf{b} + \mathbf{c} - \mathbf{a}) = (-) \mathbf{a} + \frac{1}{2} \mathbf{b} + \frac{1}{2} \mathbf{c}. \text{ Voor } = \frac{2}{3} \text{ s d } \dots$$

$$\mathbf{z} = \frac{1}{3} \mathbf{a} + \frac{1}{3} \mathbf{b} + \frac{1}{3} \mathbf{c}. \text{ Als } \mathbf{z} \text{ g o d e } \mathbf{z} \text{ aa r n doo } \mathbf{a}.$$

- d. $\frac{2}{3} \mathbf{a} + \frac{1}{3} \mathbf{b} + \frac{1}{3} \mathbf{c}$ is b v n d e d a \mathbf{z} g o d e \mathbf{z} aa r m e n doo \mathbf{b} e s e c k e c . Als d e d e \mathbf{z} aa r m e n ga a n doo \mathbf{c} e n \mathbf{z} .

✎ Het inwendig product

2. a. $|\mathbf{a}| = \sqrt{4}$, $|\mathbf{b}| = \sqrt{2}$ e n $|\mathbf{a} - \mathbf{b}| = \sqrt{2}$.

b. $|\mathbf{c}| = \sqrt{2}$, $|\mathbf{d}| = \sqrt{4}$ e n $|\mathbf{c} - \mathbf{d}| = \sqrt{29}$.

c. $|\mathbf{e}| = \sqrt{3}$, $|\mathbf{f}| = \sqrt{6}$ e n $|\mathbf{e} - \mathbf{f}| = \sqrt{7}$.

2.2 a. \mathbf{v} o g d e \mathbf{v} e n g v a n \mathbf{y} a g o a s.

b. \mathbf{v} o g d e \mathbf{v} e n g v a n \mathbf{y} a g o a s.

2.3 a. \mathbf{v} o g d e \mathbf{v} e n g v a n \mathbf{y} a g o a s.

b. \mathbf{v} o g d e \mathbf{v} e n g v a n \mathbf{y} a g o a s.

c. \mathbf{v} o g d e \mathbf{v} e n g v a n \mathbf{y} a g o a s.

2.4. \mathbf{v} o g d o o r t e \mathbf{v} e n n c o o d n a e n v a n d e r e s a e n v a n o g a r 2.3.

2.5 a. $\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = 0$.

b. $\mathbf{c} \cdot \mathbf{d} = 3 > 0$.

c. $\mathbf{e} \cdot \mathbf{f} = > 0$.

2.6 a. $(3, 0, 0) + (-3, 4, 3)$ e n $() (3, 8, 2)$

2.8 a. $\mathbf{u} \cdot \mathbf{v} = (u_1, u_2, u_3) \cdot (v_1, v_2, v_3) = u_1 v_1 + u_2 v_2 + u_3 v_3 =$
 $v_1 u_1 + v_2 u_2 + v_3 u_3 = \mathbf{v} \cdot \mathbf{u}$

b. $(\mathbf{u} + \mathbf{v}) \cdot \mathbf{w} = (u_1 + v_1, u_2 + v_2, u_3 + v_3) \cdot (w_1, w_2, w_3) =$
 $(u_1 + v_1)w_1 + (u_2 + v_2)w_2 + (u_3 + v_3)w_3 =$
 $u_1 w_1 + v_1 w_1 + u_2 w_2 + v_2 w_2 + u_3 w_3 + v_3 w_3 =$
 $u_1 w_1 + u_2 w_2 + u_3 w_3 + v_1 w_1 + v_2 w_2 + v_3 w_3 =$
 $(u_1, u_2, u_3) \cdot (w_1, w_2, w_3) + (v_1, v_2, v_3) \cdot (w_1, w_2, w_3) = \mathbf{u} \cdot \mathbf{w} + \mathbf{v} \cdot \mathbf{w}$

c. $(\lambda \mathbf{u}) \cdot \mathbf{v} = (\lambda u_1, \lambda u_2, \lambda u_3) \cdot (v_1, v_2, v_3) =$
 $(\lambda u_1)v_1 + (\lambda u_2)v_2 + (\lambda u_3)v_3 =$
 $\lambda(u_1 v_1) + \lambda(u_2 v_2) + \lambda(u_3 v_3) = \lambda(\mathbf{u} \cdot \mathbf{v})$

2.9. $\mathbf{u} \cdot \mathbf{u} = (u_1, u_2, u_3) \cdot (u_1, u_2, u_3) = u_1^2 + u_2^2 + u_3^2 = |\mathbf{u}|^2$

2.10 a. $|\mathbf{u} + \mathbf{v}|^2 = (\mathbf{u} + \mathbf{v}) \cdot (\mathbf{u} + \mathbf{v}) = \mathbf{u} \cdot \mathbf{u} + 2\mathbf{u} \cdot \mathbf{v} + \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} = |\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 + 2\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}.$

b. $|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^2 = (\mathbf{u} - \mathbf{v}) \cdot (\mathbf{u} - \mathbf{v}) = \mathbf{u} \cdot \mathbf{u} - 2\mathbf{u} \cdot \mathbf{v} + \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} = |\mathbf{u}|^2 + |\mathbf{v}|^2 - 2\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}.$

c. $(\mathbf{u} + \mathbf{v}) \cdot (\mathbf{u} - \mathbf{v}) = \mathbf{u} \cdot \mathbf{u} - \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} = |\mathbf{u}|^2 - |\mathbf{v}|^2.$

d. $\mathbf{u} \cdot \mathbf{u} = |\mathbf{u}|^2$ und $\mathbf{v} \cdot \mathbf{v} = |\mathbf{v}|^2$ sind a und b.

2.11. 30°

2.12. 79°

2.13. $\cos \alpha = 0$ bedeutet $\alpha = 90^\circ$ und
 $\cos \alpha > 0$ bedeutet $\alpha = 0^\circ \leq \alpha < 90^\circ$ und
 $\cos \alpha < 0$ bedeutet $\alpha = 90^\circ < \alpha \leq 180^\circ$.

2.14. $|\mathbf{h}_i| = R$ und $\mathbf{h}_i \cdot \mathbf{h}_j = R^2 \cos \alpha_{ij}$.

an $\mathbf{h} = \mathbf{h}_1 + \mathbf{h}_2 + \mathbf{h}_3 + \mathbf{h}_4$ ist
 $\mathbf{h} \cdot \mathbf{h} = \mathbf{h} \cdot \mathbf{h}_1 + \mathbf{h} \cdot \mathbf{h}_2 + \mathbf{h} \cdot \mathbf{h}_3 + \mathbf{h} \cdot \mathbf{h}_4 = R^2 + 3R^2 \cos \alpha$

und $\mathbf{h} \cdot \mathbf{0} = 0$.

Es $R^2 + 3R^2 \cos \alpha = 0$ und $\cos \alpha = -\frac{1}{3}$ und $\alpha \approx 109^\circ$.

2. 5 a. $(4\frac{1}{2}, 4\frac{1}{2}, 0)$

b. $\mathbf{q} = \mathbf{u} - \mathbf{p} = (-\frac{1}{2}, \frac{1}{2}, 0)$

c. $\mathbf{s} = \mathbf{u} - 2\mathbf{p} = (-5, -4, 0)$

2. 6 a. $\mathbf{v} \perp \mathbf{n} \Rightarrow \mathbf{v} - \mathbf{q} \perp \mathbf{n} \Rightarrow (\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n} = 0 \Rightarrow \mathbf{v} \cdot \mathbf{n} = \mathbf{q} \cdot \mathbf{n}$.

b. $\mathbf{v} \cdot \mathbf{n} = \mathbf{q} \cdot \mathbf{n} \Rightarrow (\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n} = 0 \Rightarrow \mathbf{v} - \mathbf{q} \perp \mathbf{n} \Rightarrow \mathbf{v} \perp \mathbf{n}$.

2. 7. $a = 1, b = 2, c = -1$ en $d = 0$.

2. 8. \mathbf{v} en \mathbf{b} en \mathbf{d} $\mathbf{n} = (3, 2, -5)$ en $\mathbf{q} = (0, 4, 0)$.

2. 9 a. $\mathbf{p} = (1, 2, 0)$

b. $\mathbf{q} = (-2, -1, 0)$

c. $3\sqrt{2}$

2.20. $\cos \theta = \frac{|\mathbf{p} \cdot \mathbf{v}|}{|\mathbf{p}| |\mathbf{v}|} = \frac{|(\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n}|}{|\mathbf{n}|^2} |\mathbf{n}| = \frac{|(\mathbf{v} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n}|}{|\mathbf{n}|}$.

2.21. $\frac{8}{5\sqrt{2}} = \frac{4}{5}\sqrt{2}$

2.22. $\mathbf{n} = (a, b, c)$ is een normaalvector van V . Laat \mathbf{q} een willekeurige vector van V zijn. Dan is $\mathbf{v} \cdot \mathbf{n} = \mathbf{q} \cdot \mathbf{n}$ voor elke \mathbf{v} in V (zie ook 2.7).

Als $\mathbf{q} \cdot \mathbf{n} = d$. Wegens de 2.21 is de afstand van \mathbf{u} tot V gelijk aan

$$\frac{|(\mathbf{u} - \mathbf{q}) \cdot \mathbf{n}|}{|\mathbf{n}|} = \frac{|\mathbf{u} \cdot \mathbf{n} - \mathbf{q} \cdot \mathbf{n}|}{|\mathbf{n}|} = \frac{|au_1 + bu_2 + cu_3 - d|}{\sqrt{a^2 + b^2 + c^2}}.$$

2.23. De hoeken tussen twee lijnen zijn de supplementen van de hoeken tussen hun richtingsvectoren. De hoeken tussen twee lijnen zijn 80° en hebben dus een supplement van 100° .

2.24. Pas de definitie toe op de hoeken tussen twee lijnen of op de hoeken tussen twee richtingsvectoren \mathbf{v} en \mathbf{n} . Het is dan $\frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{n}}{|\mathbf{v}| |\mathbf{n}|} = \cos \theta$.

2.25. Als $|\mathbf{v} \cdot \mathbf{n}| = |\mathbf{v}| |\mathbf{n}|$. Wegens de definitie is $\cos \theta = \pm 1$ en dus $\theta = 0^\circ$ of 180° .

2.26. Als de Angels de richting van de snijvlak van de vlakken dan zal de deva ten a s men. de d age sv an de b b o r e n d e n o t a a - v r e c o r e n s a a n o o d e t o d e z e m e n t e n a t e n d u s o o o n d e - n g d e z e f d e o e .

- 2.27 a. $2\sqrt{3}$
 b. $(0, \frac{8}{5}, \frac{4}{5})$
 c. 4°
 d. 7°
 e. 40°
 f. 7°

Het uitwendig product

3. a. $(3, , -3)$
 b. $(25, -4, 0)$
 c. $(4, -5,)$

- 3.2 a. $(, 0,)$
 b. $(, ,)$
 c. $(, , -)$

- 3.5 a. $\mathbf{a} \times \mathbf{b} = (, 0, -)$
 b. $\mathbf{c} \times \mathbf{d} = (-25, 4, - 0)$
 c. $\mathbf{e} \times \mathbf{f} = (20, -25, 5)$

de p t o d c r n s r t n s r e n v r e v o d v a n r e a n t o o d b 3. .

- 3.6 a. $(, , -2)$
 b. $(3, -2, 4)$
 c. $(, 2, 4)$
 d. $(, - , 2)$

3.7. De f r e e s t r e n r d i r e a a u n c o o d n a r e n d a a n a r e t e t d. A s r s e c u u r e t d a n s a a r e t e a a r e z e f d e .

3.8. $\mathbf{u} \cdot (\mathbf{u} \times \mathbf{v}) = (\mathbf{u} \times \mathbf{u}) \cdot \mathbf{v} = \mathbf{0} \cdot \mathbf{v} = \mathbf{0} \Rightarrow \mathbf{u} \times \mathbf{v} \perp \mathbf{u}.$
 $(\mathbf{u} \times \mathbf{v}) \cdot \mathbf{v} = \mathbf{u} \cdot (\mathbf{v} \times \mathbf{v}) = \mathbf{u} \cdot \mathbf{0} = \mathbf{0} \Rightarrow \mathbf{u} \times \mathbf{v} \perp \mathbf{v}.$

3.9. $\mathbf{x} \times \mathbf{y} = \mathbf{z}, \mathbf{y} \times \mathbf{z} = \mathbf{x}$ en $\mathbf{x} \times \mathbf{z} = -\mathbf{y}.$ Het resultaat is de nulvector.

3.0. Als $\mathbf{u} = \mathbf{0}$ of $\mathbf{v} = \mathbf{0}$, dan zijn \mathbf{u} en \mathbf{v} oorkomend. Nee, daarvoor, dan \mathbf{u} en \mathbf{v} beide ongezwaard zijn aan $\mathbf{0}$. Volgens de definitie van de kruisproduct: $\mathbf{u} \times \mathbf{v} = \mathbf{0} \Rightarrow |\mathbf{u} \times \mathbf{v}| = 0 \Rightarrow |\mathbf{u}| \cdot |\mathbf{v}| \cdot \sin \theta = 0.$ Aangezien \mathbf{u} en \mathbf{v} beide ongezwaard zijn aan $\mathbf{0}$, $\sin \theta = 0.$ Dus $\theta = 0^\circ$ of $\theta = 180^\circ.$ Dus \mathbf{u} en \mathbf{v} zijn oorkomend.

3.1. $(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{d}) = \mathbf{a} \cdot (\mathbf{b} \times (\mathbf{c} \times \mathbf{d})) = \mathbf{a} \cdot ((\mathbf{b} \cdot \mathbf{d})\mathbf{c} - (\mathbf{b} \cdot \mathbf{c})\mathbf{d}) =$
 $(\mathbf{b} \cdot \mathbf{d})(\mathbf{a} \cdot \mathbf{c}) - (\mathbf{b} \cdot \mathbf{c})(\mathbf{a} \cdot \mathbf{d}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{c})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{d}) - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{d})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{c}).$
 Het is de determinant van de matrix $\begin{pmatrix} \mathbf{a} & \mathbf{b} \\ \mathbf{c} & \mathbf{d} \end{pmatrix}$.

3.2. $\mathbf{u} \times (\mathbf{v} \times \mathbf{w}) + \mathbf{v} \times (\mathbf{w} \times \mathbf{u}) + \mathbf{w} \times (\mathbf{u} \times \mathbf{v}) =$
 $(\mathbf{u} \cdot \mathbf{w})\mathbf{v} - (\mathbf{u} \cdot \mathbf{v})\mathbf{w} + (\mathbf{v} \cdot \mathbf{u})\mathbf{w} - (\mathbf{v} \cdot \mathbf{w})\mathbf{u} + (\mathbf{w} \cdot \mathbf{v})\mathbf{u} - (\mathbf{w} \cdot \mathbf{u})\mathbf{v} = \mathbf{0}.$

Krommen in de ruimte

4. a. $(-8\frac{1}{2}, -7, 7)$
 b. $(3, 2, -)$
 c. $(\cos 5, \sin 5, 5)$
 d. $(\frac{1}{2}, \frac{1}{2}\sqrt{3}, \frac{1}{3}) + k(0, 0, 2)$ en $(\frac{1}{2}, -\frac{1}{2}\sqrt{3}, -\frac{1}{3}) + k(0, 0, 2)$ (k willekeurig).

4.2. $\mathbf{r}(t) = \mathbf{a} \cos t; \mathbf{s}(t) = \mathbf{a} \sin t.$

- 4.3 a. De baan is de rechte lijn $(, 2, -2).$
 b. Het deel van de baan dat in 2 seconden afgelegd wordt is $\frac{1}{2}$ van de baan.
 c. Nee, de baan is een cirkel.

4.4. $(\mathbf{p} + \mathbf{q})(t) = (4t - 4, 8t - 8, -8t + 8)$
 $(\mathbf{p} - \mathbf{q})(t) = (4, 8, -8)$

$$(3\mathbf{r})(t) = (t^3, 2t^3, -2t^3)$$

$$(2\mathbf{p} - 3\mathbf{q} + \frac{1}{2}\mathbf{r})(t) = (-2t + 2 + t^3, -4t + 24 + 2t^3, 4t - 24 - 2t^3)$$

4.5 a. $(|\mathbf{k}(t)|)^2 = (\cos^2 t)^2 + (\sin t \cdot \cos t)^2 + (\sin t)^2 =$
 $\cos^4 t + \sin^2 t \cdot \cos^2 t + \sin^2 t = \cos^4 t + (-\cos^2 t) \cdot \cos^2 t + \sin^2 t =$
 $\cos^4 t + \cos^2 t - \cos^4 t + \sin^2 t = \cos^2 t + \sin^2 t = 1.$

b. The direction is the same as the direction of the vector \mathbf{a} .

4.6. $\dot{\mathbf{f}}(t) = (2, 4, -4)$
 $\dot{\mathbf{g}}(t) = (0, 2, 2t - 2)$
 $\dot{\mathbf{h}}(t) = (-\sin t, \cos t, 0)$

4.7 a. $|\dot{\mathbf{f}}(t)| = 4$; $|\dot{\mathbf{g}}(t)| = \sqrt{4t^2 - 8t + 8}$; $|\dot{\mathbf{h}}(t)| = \sqrt{2}$.

b. $(3, 2, -1)$

c. $\dot{\mathbf{h}}(t) \cdot (0, 0, 1) = (-\sin t, \cos t, 0) \cdot (0, 0, 1) = 0$ and is constant.

d. The angle is 45° .

4.8 a. $\dot{\mathbf{k}}(t) = (-2\cos t \cdot \sin t, \cos^2 t - \sin^2 t, \cos t) = (-\sin(2t), \cos(2t), \cos t)$

b. $|\dot{\mathbf{k}}(t)| = \sqrt{\sin^2(2t) + \cos^2(2t) + \cos^2 t} = \sqrt{1 + \cos^2 t}$

c. $\dot{\mathbf{k}}(t) \cdot \mathbf{n}(0, 0, 1) = \cos t$ or $\mathbf{n}(0, 0, -1)$

d. $\sqrt{2}$; $\mathbf{n}(1, 0, 0)$

4.9 a. $|\mathbf{f}(t)| = (2 + \cos(3t)) \cdot \sqrt{\cos^2(2t) + \sin^2(2t)} = 2 + \cos(3t)$

b. A vector in the direction of $\mathbf{f}(t)$ is $[1, 3]$.

c. $\dot{\mathbf{f}}(t) = (-3\sin(3t)\cos(2t) - 2\sin(2t)(2 + \cos(3t)),$
 $-3\sin(3t)\sin(2t) + 2\cos(2t)(2 + \cos(3t)))$

d. $|\dot{\mathbf{f}}(t)|^2 = (-3\sin(3t)\cos(2t) - 2\sin(2t)(2 + \cos(3t)))^2 +$

$$(-3\sin(3t)\sin(2t) + 2\cos(2t)(2 + \cos(3t)))^2 = \dots =$$

$$9\sin^2(3t) + 4 \cdot (2 + \cos(3t))^2 =$$

$$9\sin^2(3t) + 4 + 4\cos(3t) + 4\cos^2(3t) =$$

$$25 + 4\cos(3t) - 5\cos^2(3t).$$

$$|\dot{\mathbf{f}}(t)| = \sqrt{25 + 9 \cos^2(3t) - 5 \cos^2(3t)}.$$
 e. $2(a \sin(3t) - \cos(3t))$.

4. 0 a. $|\mathbf{g}(t)|^2 = (2 + \cos(3t))^2 \cdot (\cos^2(2t) + \sin^2(2t)) + \sin^2(3t) = (2 + \cos(3t))^2 + \sin^2(3t) = 5 + 4 \cos(3t).$

$$|\dot{\mathbf{g}}(t)| = \sqrt{5 + 4 \cos(3t)}.$$

b. A straight line in the xy -plane is $[0, 3]$.

c. $\dot{\mathbf{g}}(t) = (-3 \sin(3t) \cos(2t) - 2 \sin(2t)(2 + \cos(3t)), -3 \sin(3t) \sin(2t) + 2 \cos(2t)(2 + \cos(3t)), 3 \cos(3t)).$

d. We know that $\dot{\mathbf{g}}(t)$ is a vector in the xy -plane. We can find its magnitude by squaring its components and adding them.

$$|\dot{\mathbf{g}}(t)|^2 = (-3 \sin(3t) \cos(2t) - 2 \sin(2t)(2 + \cos(3t)))^2 + (-3 \sin(3t) \sin(2t) + 2 \cos(2t)(2 + \cos(3t)))^2 + 9 \cos^2(3t) = \dots = 9 \sin^2(3t) + 4 \cdot (2 + \cos(3t))^2 + 9 \cos^2(3t) = 9 + 4 \cdot (2 + \cos(3t))^2.$$

$$|\dot{\mathbf{g}}(t)| = \sqrt{9 + 4 \cdot (2 + \cos(3t))^2}.$$

e. A straight line in the xy -plane is $[\sqrt{3}, 3\sqrt{5}]$.

4. . We want to find the speed of the object at $t = \pi$. We can find the magnitude of the velocity vector at $t = \pi$.

4. 2 a. $\mathbf{k}(t) \times \dot{\mathbf{k}}(t) = (0, -2, 0)$

b. The plane is $x - 2y + z = 0$.

4. 3. $|\mathbf{f}(t)| = r \Rightarrow |\mathbf{f}(t)|^2 = r^2 \Rightarrow \mathbf{f}(t) \cdot \mathbf{f}(t) = r^2.$

$$2\mathbf{f}(t) \cdot \dot{\mathbf{f}}(t) = 0, \text{ so } \mathbf{f}(t) \perp \dot{\mathbf{f}}(t).$$

4. 4. $\ddot{\mathbf{p}}(t) = (0, 0, 0) = \mathbf{0}$ and $\ddot{\mathbf{r}}(t) = (2t, 24t, -24t) = 2t(1, 12, -12)$

$$|\ddot{\mathbf{p}}(t)| = 0 \text{ and } |\ddot{\mathbf{r}}(t)| = |2t| \cdot 3 = 6|t|.$$

4. 5. $\ddot{\mathbf{k}}(t) = (-\sin t - \cos t, -\sin t, -\sin t + \cos t) = \mathbf{k}(t)$

4. 6. The magnitude of $\dot{\mathbf{f}}(t)$ is c . and $\mathbf{f}(t) \cdot \dot{\mathbf{f}}(t) = c^2.$

De snelheidsvector $\dot{\mathbf{f}}(t)$ is loodrecht op $\mathbf{f}(t)$, dus $\mathbf{f}(t) \cdot \dot{\mathbf{f}}(t) = 0$.

4.7. $v(t) = \sqrt{a^2 t^2 + (-at + b)^2} = \sqrt{a^2 t^2 - 2abt + b^2 + a^2 t^2}$
 en $a(t) = \sqrt{0^2 + (-a)^2} = a$.

4.8 a. $\mathbf{v}(t) = (-R \sin t, R \cos t)$. Het zwaartekracht $\mathbf{v}(t) \cdot \mathbf{r}(t) = 0$.

b. $v(t) = \sqrt{R^2 \sin^2 t + R^2 \cos^2 t} = \sqrt{R^2} = R$

c. $\mathbf{a}(t) = (-R \cos t, -R \sin t) = -R \mathbf{r}(t)$

d. $a(t) = |\mathbf{a}(t)| = |-R \mathbf{r}(t)| = R |\mathbf{r}(t)| = R$

e. De baan is een cirkel met straal R , dus $a(t) = \frac{v^2}{R} = \frac{R^2}{R} = R$.

4.9 a. De vector $\mathbf{v}(t)$ en $\mathbf{r}(t + \frac{1}{4}T)$ zijn in dezelfde richting.

De grootte is $|\frac{v}{R} \mathbf{r}(t + \frac{1}{4}T)| = \frac{v}{R} \cdot R = v = |\mathbf{v}(t)|$, dus $\mathbf{v}(t) = \frac{v}{R} \mathbf{r}(t + \frac{1}{4}T)$.

b. $\mathbf{a}(t) = \dot{\mathbf{v}}(t) = \frac{v}{R} \dot{\mathbf{r}}(t + \frac{1}{4}T) = \frac{v}{R} \mathbf{v}(t + \frac{1}{4}T) = \frac{v}{R} \mathbf{r}(t + \frac{1}{2}T) = -\frac{v^2}{R^2} \mathbf{r}(t)$.

c. De baan is een cirkel met straal R , dus de versnelling is naar binnen. De grootte is $|\frac{v^2}{R^2} \mathbf{r}(t)| = \frac{v^2}{R^2} \cdot R = \frac{v^2}{R}$.

4.20 a. $\mathbf{a}(t) = (-\omega^2 a \cos \omega t, -\omega^2 b \sin \omega t) =$

$-\omega^2 (a \cos \omega t, b \sin \omega t) = -\omega^2 \mathbf{r}(t)$

b. $v(t)^2 = \omega^2 (a^2 \sin^2 \omega t + b^2 \cos^2 \omega t)$

$(r(t))^2 + (v(t)/\omega)^2 = a^2 \cos^2 \omega t + b^2 \sin^2 \omega t +$

$(\omega^2 a^2 \sin^2 \omega t + \omega^2 b^2 \cos^2 \omega t) / \omega^2 = a^2 + b^2$

4.21 a. $O'(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{n}| v$ op de baan $O(t) - O(t_0) = \frac{1}{2} |\mathbf{n}| \cdot (t - t_0)$.

Daar $O(t_0) = 0$ (het startpunt is $\mathbf{0}$) is $O(t) = \frac{1}{2} |\mathbf{n}| \cdot (t - t_0)$.

5 De reuzen van Newton

5. a. $(-3,0)$, $(3,0)$, $(0,-2)$, $(0,2)$

b. — — — —

————— ————

- 5.3 a. a is de o zwaartekracht componenten van de beginsnelheid c die v -
 ca v componenten van de beginsnelheid d . $v \cos \alpha = \frac{a}{v}$
 $\cos \alpha = \frac{a}{v}$ en $\sin \alpha = \frac{c}{v}$ $\Rightarrow c = v \sin \alpha$.
- b. $\frac{1}{2}gt^2 + ct = 0$
 $-\frac{1}{2}gt^2 + ct = 0 \Leftrightarrow t(-\frac{1}{2}gt + c) = 0 \Leftrightarrow t = 0$ of $t = \frac{2c}{g}$.
- c. $t = 0 \Rightarrow x = 0$ (beginpunt) en $t = \frac{2c}{g} \Rightarrow x = at = \frac{2ac}{g}$ (eindepunt).
 Dus $x = \frac{2ac}{g} = \frac{2v \cos \alpha \cdot v \sin \alpha}{g} = \frac{2v^2 \cos \alpha \sin \alpha}{g} = \frac{v^2 \sin 2\alpha}{g}$
- d. $x = \frac{v^2 \sin 2\alpha}{g}$ is maximaal als $\sin 2\alpha = 1$ $\Rightarrow 2\alpha = 90^\circ$ $\Rightarrow \alpha = 45^\circ$.
- e. $\frac{v^2 \sin 2(90^\circ - \alpha)}{g} = \frac{v^2 \sin(180^\circ - 2\alpha)}{g} = \frac{v^2 \sin 2\alpha}{g}$.
 NB: $\sin(180^\circ - \alpha) = \sin \alpha$

† De wetten van Newton

1. $\ddot{\mathbf{r}}(t) = \mathbf{g} \Rightarrow \dot{\mathbf{r}}(t) = \mathbf{t}\mathbf{g} + \mathbf{v}$ of \mathbf{z} in \mathbb{R}^3
 $\Rightarrow \mathbf{r}(t) = \frac{1}{2}\mathbf{t}^2\mathbf{g} + \mathbf{t}\mathbf{v} + \mathbf{u}$ of \mathbf{z} in \mathbb{R}^3 .
2. $F = \frac{GMm}{r^2}$, dus $G = \frac{Fr^2}{Mm}$. $[G] = \frac{Nm^2}{kg^2} = Nm^2kg^{-2}$.
- 3 a. $\frac{GM}{R^2} = 9,81 \cdot 10^{-8} \cdot 5,97 \cdot 10^{24} / (6,37 \cdot 10^6)^2 \approx 9,8 = g$.

- b. $\rho = \frac{M}{V} = \frac{M}{\frac{4}{3} R^3}$ (in $\text{kg} \cdot \text{m}^{-3}$ aan R).
 $\rho = 5,97 \cdot 10^{24} \frac{\text{kg}}{\text{m}^3}$ en $M = \rho \cdot \frac{4}{3} R^3 = 5,97 \cdot 10^{24} \cdot \frac{4}{3} (6,37 \cdot 10^6)^3 \approx 5,97 \cdot 10^{24} \cdot 1,08 \cdot 10^{21} = 6,45 \cdot 10^{45} \text{ kg}$.
- c. $\frac{3M}{4 R^3} = \frac{3 \cdot 5,97 \cdot 10^{24}}{4 \cdot (6,37 \cdot 10^6)^3} \approx 5,52 \cdot 10^3 \text{ kg} \cdot \text{m}^{-3}$.
- d. $5,52 \cdot 10^3 \frac{\text{kg}}{\text{m}^3} = 5,52 \frac{\text{kg}}{\text{dm}^3}$. Dit is dan de soortelijke massa van
 water ($1,0 \text{ kg} \cdot \text{dm}^{-3}$) en van zand ($2,6 \text{ kg} \cdot \text{m}^{-3}$). Dus de Aarde
 bestaat uit ongeveer 70% water en 30% zand.

7 De wetten van Kepler

7.1. $|\mathbf{F}(\mathbf{r})| = \left| -\frac{k}{r^3} \mathbf{r} \right| = \frac{k}{r^3} |\mathbf{r}| = \frac{k}{r^2}$.

7.2. $\mathbf{F}(\mathbf{r})$ en \mathbf{r} zijn oortuigend, dus $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\frac{k}{r^3} \mathbf{r}$.

7.3 a. $\dot{\mathbf{p}}(t) = (m\mathbf{v}(t))' = m\dot{\mathbf{v}}(t) = m\mathbf{a}(t) = \mathbf{F}(t)$.

b. $\dot{\mathbf{L}}(t) = (\mathbf{r}(t) \times \mathbf{p}(t))' = \dot{\mathbf{r}}(t) \times \mathbf{p}(t) + \mathbf{r}(t) \times \dot{\mathbf{p}}(t) =$
 $\mathbf{v}(t) \times m\mathbf{v}(t) + \mathbf{r}(t) \times \mathbf{F}(t) = m(\mathbf{v}(t) \times \mathbf{v}(t)) + \mathbf{r}(t) \times \mathbf{F}(t) =$
 $m\mathbf{0} + \mathbf{r}(t) \times \mathbf{F}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{F}(t)$.

c. Als \mathbf{F} een centrale kracht is, dan is $\mathbf{F}(t) = f(t)\mathbf{r}(t)$ voor zekere
 $f(t) \in \mathbb{R}$. Bijv. o.g.n.: $\dot{\mathbf{L}}(t) = \mathbf{r}(t) \times \mathbf{F}(t) = \mathbf{r}(t) \times (f(t)\mathbf{r}(t)) =$
 $f(t)(\mathbf{r}(t) \times \mathbf{r}(t)) = f(t)\mathbf{0} = \mathbf{0}$.

7.4 a. $(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})' = \dot{\mathbf{r}} \cdot \mathbf{v} + \mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{v}} = \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} + \mathbf{r} \cdot \mathbf{a} = v^2 + \mathbf{r} \cdot \mathbf{a}$.

b. $(\mathbf{r} \times \mathbf{v})' = \dot{\mathbf{r}} \times \mathbf{v} + \mathbf{r} \times \dot{\mathbf{v}} = \mathbf{v} \times \mathbf{v} + \mathbf{r} \times \mathbf{a} = \mathbf{0} + \mathbf{r} \times \mathbf{a} = \mathbf{r} \times \mathbf{a}$.

c. $(r^2)' = (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})' = \dot{\mathbf{r}} \cdot \mathbf{r} + \mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{r}} = 2(\mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{r}}) = 2(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})$.

d. $(r)' = \left((\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})^{\frac{1}{2}} \right)' = \frac{1}{2} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})^{-\frac{1}{2}} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})' = \frac{1}{2} (r^2)^{-\frac{1}{2}} 2(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v}) = \frac{(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})}{r}$.

e. $\left(\frac{1}{r} \right)' = \left((\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})^{-\frac{1}{2}} \right)' = -\frac{1}{2} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})^{-\frac{3}{2}} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r})' = -\frac{1}{2} (r^2)^{-\frac{3}{2}} 2(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v}) = -\frac{(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})}{r^3}$.

f. $(v^4)' = ((\mathbf{v} \cdot \mathbf{v})^2)' = 2(\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}) \cdot (\mathbf{v} \cdot \mathbf{v})' = 2v^2 2(\mathbf{v} \cdot \mathbf{a}) = 4v^2 (\mathbf{v} \cdot \mathbf{a})$.

g. $\dot{v} = \frac{(\mathbf{v} \cdot \mathbf{a})}{v} \mathbf{v}$. gaa għal ana oog aan 7.4 d.

$$\text{an } (rv)' = r\dot{v} + v\dot{r} = \frac{(\mathbf{r} \cdot \mathbf{v})}{r} v + r \frac{(\mathbf{v} \cdot \mathbf{a})}{v} = \frac{v}{r} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{v}) + \frac{r}{v} (\mathbf{v} \cdot \mathbf{a}).$$

7.5. Volgens de reukregel is $\dot{r}(t) =$

$$\frac{1}{2\sqrt{(x(t))^2 + (y(t))^2 + (z(t))^2}} \cdot (2x(t)\dot{x}(t) + 2y(t)\dot{y}(t) + 2z(t)\dot{z}(t)) =$$

$$\frac{1}{2r(t)} \cdot 2((x(t), y(t), z(t)) \cdot (\dot{x}(t), \dot{y}(t), \dot{z}(t))) = \frac{(\mathbf{r}(t) \cdot \mathbf{v}(t))}{r(t)}.$$

7.6. $H = \frac{1}{2}mv^2 - \frac{k}{r} = \frac{m^2v^2}{2m} - \frac{k}{r} = \frac{p^2}{2m} - \frac{k}{r}.$

7.7 a. In de eerste afleidingen van de oorspronkelijke vergelijkingen is $r = r_0$.

b. $t = 0$ is $r = r_0$ en $v = 0$. Dus $H = -\frac{k}{r_0}.$

Als nu $r < r_0$ is, dan is de oorspronkelijke vergelijking niet meer geldig. Dus $H = \frac{1}{2}mv^2 - \frac{k}{r} = -\frac{k}{r_0}.$ Dus $\frac{1}{2}mv^2 = \frac{k}{r} - \frac{k}{r_0}.$

$$v^2 = \frac{2k}{m} \left(\frac{1}{r} - \frac{1}{r_0} \right) \text{ en } v = \sqrt{\frac{2k}{m} \left(\frac{1}{r} - \frac{1}{r_0} \right)}.$$

7.8. $\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2}mv^2 - \frac{k}{r} \right) = 0$ en $\mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{r}} = r\dot{r}$. Dus $\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2}mv^2 - \frac{k}{r} \right) = m\dot{v}v - \frac{k}{r^2}r\dot{r} = 0$. Dus $\dot{v}v = \frac{k}{r^2}\dot{r}$. Dus $\dot{v} = \frac{k}{r^2} \frac{\dot{r}}{v}$. Dus $\dot{r} = \frac{r^2}{k} \dot{v}v$. Dus $\dot{r} > 0$ is, $\dot{v} > 0$.

7.9. $\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p} = m(\mathbf{r} \times \mathbf{v})$. Dus de afgeleide van \mathbf{L} is $\dot{\mathbf{L}} = \dot{\mathbf{r}} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \dot{\mathbf{p}} = \mathbf{v} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \mathbf{F}$. Dus $\dot{\mathbf{L}} = \mathbf{v} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \mathbf{F}$. Dus $\dot{\mathbf{L}} = \mathbf{v} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \mathbf{F}$. Dus $\dot{\mathbf{L}} = \mathbf{v} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \mathbf{F}$. Dus $\dot{\mathbf{L}} = \mathbf{v} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \mathbf{F}$.

7.10. $H = \frac{p^2}{2m} - \frac{k}{r}$ volgens opgave 7.6. Dus $p^2 = 2m \left(H + \frac{k}{r} \right).$

7.11. $\mathbf{K} \cdot \mathbf{L} = \left(\mathbf{p} \times \mathbf{L} - \frac{km}{r} \mathbf{r} \right) \cdot \mathbf{L} = (\mathbf{p} \times \mathbf{L}) \cdot \mathbf{L} - \frac{km}{r} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{L}) = (\text{volgens 3.})$

$$\mathbf{p} \cdot (\mathbf{L} \times \mathbf{L}) - \frac{km}{r} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{L}) = \mathbf{0} - \frac{km}{r} (\mathbf{r} \cdot (\mathbf{r} \times \mathbf{p})) = (\text{volgens 3.})$$

$$- \frac{km}{r} ((\mathbf{r} \times \mathbf{r}) \cdot \mathbf{p}) = \mathbf{0}.$$

7. 2. $\frac{a}{b} = \frac{c}{d} \Rightarrow \frac{a}{b} \cdot \frac{d}{d} = \frac{c}{d} \cdot \frac{d}{d} \Rightarrow \frac{ad}{bd} = \frac{cd}{bd} \Rightarrow ad = cd$

$$7. 3. 4c^2 = (2c)^2 = t^2 = \left(\frac{K}{mH}\right)^2 = \frac{K^2}{m^2 H^2} = \frac{2mHL^2 + k^2 m^2}{m^2 H^2} = \frac{2L^2}{mH} + \frac{k^2}{H^2}.$$

$$7. 4. 4b^2 = 4(a^2 - c^2) = 4a^2 - 4c^2 = \frac{k^2}{H^2} - \left(\frac{2L^2}{mH} + \frac{k^2}{H^2}\right) = -\frac{2L^2}{mH}.$$

$$7. 5. \frac{LT}{2m} = ab \Rightarrow \frac{T}{a} = \frac{2bm}{L} \Rightarrow \frac{T^2}{a^2} = \frac{4^2 b^2 m^2}{L^2}.$$

$$7. 6. \frac{T^2}{a^2} = \frac{4^2 b^2 m^2}{L^2} = \frac{2m^2}{L^2} \cdot 4b^2 = \frac{2m^2}{L^2} \cdot -\frac{2L^2}{mH} = -\frac{2^2 m}{H}.$$

$$7. 7. \frac{T^2}{a^3} = \frac{T^2}{a^2} \cdot \frac{1}{a} = -\frac{2^2 m}{H} \cdot \frac{2H}{k} = \frac{4^2 m}{k}.$$

7. 8. $\frac{4^2 m}{k} = \frac{T^2}{a^3} \Rightarrow a^3 = \frac{T^2}{4^2 m/k} = \frac{T^2}{16 \cdot \frac{m}{k}} = \frac{k T^2}{16 m}$

De afstand a is dan $a = \sqrt[3]{\frac{k T^2}{16 m}}$. Met $k = 1,67 \times 10^{-17} \text{ N m}^2$, $m = 1,67 \times 10^{-27} \text{ kg}$, $T = 3,15 \times 10^7 \text{ s}$ (jaar) en $a = 1,49 \times 10^{11} \text{ m}$ (1 AU).

$$7. 9. \text{Als } \frac{a}{a_0} = \frac{T}{T_0} \text{ dan is } \frac{T^2}{a^3} = \frac{T_0^2}{a_0^3}$$

$a^3 = T^2 = 7,94 \times 10^{21} \text{ m}^3$. Dus $a \approx 2,01 \times 10^7 \text{ m}$. De zon is ongeveer 150 miljoen km van de aarde, dus ongeveer 130 miljoen km van de aarde. Dus $2a \approx 2,6 \times 10^7 \text{ m}$.

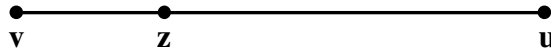
Het Keplerprobleem

8.1. a. de kracht \mathbf{F} is $\mathbf{u} - \mathbf{v}$ sv an \mathbf{v} naa \mathbf{u} ge $\frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^3}$ da $k > 0$, s $-\frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^3}$ me ga $\frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^3}(\mathbf{u} - \mathbf{v})$ s

v an \mathbf{u} naa \mathbf{v} ge $\frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^3}$ en da $\mathbf{0}$ t a de g oo $\frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^3}$ $|\mathbf{F}| = |-\mathbf{F}| = \left| \frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^3}(\mathbf{u} - \mathbf{v}) \right| = \frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^3} \cdot |\mathbf{u} - \mathbf{v}| = \frac{k}{|\mathbf{u} - \mathbf{v}|^2} = \frac{k}{r^2}$ en

da $\mathbf{0}$ t o o o .

8.2. ~~Nee~~ aan da de os \mathbf{z} v an de re me \mathbf{u} n \mathbf{z} assa \mathbf{u} s en de os \mathbf{v} an de g o \mathbf{z} n \mathbf{z} assa \mathbf{v} . an s $|\mathbf{u} - \mathbf{z}| : |\mathbf{v} - \mathbf{z}| = 5 : 2$.



8.3. \mathbf{z} s en be o den g o d \mathbf{z} d, an $(\dot{\mathbf{z}}) = \dot{\mathbf{z}} = \mathbf{0}$.

8.4. $\frac{T^2}{a^3} = \frac{4^2}{G(M+m)}$ aa b $G = 6,673 \cdot 10^{-11} \text{ N}^2/\text{g}^2$ en

$$M + m = (2,02 + 0,99) \cdot 10^{30} = 3,01 \cdot 10^{30} \text{ g}.$$

$$T^2 = (50,3524 \cdot 24 \cdot 60 \cdot 60)^2 = (5,8 \cdot 10^9)^2 = 3,364 \cdot 10^{19} \text{ sec}^2.$$

$$a^3 = T^2 \cdot \frac{G(M+m)}{4^2} = 3,364 \cdot 10^{19} \cdot \frac{6,673 \cdot 10^{-11} \cdot 3,01 \cdot 10^{30}}{16} = 3,53 \cdot 10^{37} \text{ m}^3.$$

$$\text{us } a = \sqrt[3]{3,53 \cdot 10^{37}} = 3,294 \cdot 10^{12} \text{ m} = 3,294 \cdot 10^9 \text{ km} \approx 3,29 \text{ AU}.$$