

1.01) $R_V = \frac{1,0 \times 10^{-3}}{20} = 5 \times 10^{-5} \Omega \rightarrow R_{1\text{tak}} = 10 \times 10^{-5} \Omega$

2) $R_V = 2 \times 10 \times 10^{-5} = 20 \times 10^{-5} \Omega$

b) $V_S / V_P = N_S / N_P = \frac{1}{500} \rightarrow V_S = \frac{1}{500} \times 220 = 0,44V$

$I_S = \frac{V_S}{R} = \frac{0,44}{20 \times 10^{-5}} = 2200A \rightarrow P = V I = 0,44 \times 2200 = 968 = 1,0 \text{ kW}$.

c1) $\Delta T = \frac{515-20}{1,25 \times 60} = \frac{495}{75} = 6,6 \text{ }^{\circ}\text{C}/\text{s}$. c2) $P = \frac{Q}{\Delta t} = (m_1 C_1 + m_2 C_2) \frac{\Delta T}{\Delta t} = (0,14 \times 0,39 \times 10^3 + 0,38 \times 0,13 \times 10^3) \cdot 6,6 = 686W = 0,69 \text{ kW}$

d) $Q = \Delta U_K + \Delta U_P + W_u$. $\Delta U_K = 0$ (T const.) $\Delta U_P < 0$ en $W_u < 0 \rightarrow Q < 0$.

e) warmteafgifte per s = $1,1 \times 10^2 \text{ J}/\text{C} \times 2,5 \text{ }^{\circ}\text{C}/\text{s} = 275 \text{ J}/\text{s}$ → totale warmteafgifte =

$\Delta t_{\text{stollen}} = 6,02 - 5,42 = 0,60 \text{ min} = 36 \text{ s}$ } $275 \times 36 = 9900 = 10 \text{ kJ}$

2 a) $\frac{PV}{RT} = n \rightarrow p = \frac{nRT}{V} = \frac{0,86 \times 8,3 \times (273+10)}{4/3 \pi (0,16)^3} = \frac{2020}{0,01716} = 1,17 \times 10^5 \text{ Pa} = 1,17 \text{ bar}$

b) $F = ma \rightarrow a = \frac{F}{m} = \frac{0,15}{6,5 \times 10^{-3}} = 23 \text{ m/s}^2$.

c) T.g.v. versnelling wordt v eerst groter - $F_w \sim v^2$ - F_w dus steeds sterker tegenwerkend.

Fresult neemt dus af, dus ook a - Tenslotte is Fresult nul $\rightarrow a = 0$.

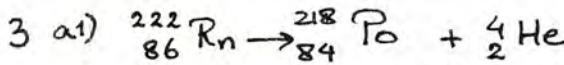
d) $F_w = c \cdot R^2 \cdot v^2 \rightarrow c = \frac{F_w}{R^2 \cdot v^2} = \frac{0,15 \text{ N}}{(0,16 \text{ m})^2 \cdot (2,2 \text{ m/s})^2} = 1,2 \frac{\text{N} \cdot \text{s}^2}{\text{m}^4} = 1,2 \frac{\text{kg m/s}^2 \cdot \text{s}^2}{\text{m}^4} = 1,2 \text{ kg/m}^3$.

t/s	14%	8 y/m	s _x /m
30	66	66	29
60	59	132	79
90	53	198	149

$s_y = v_y \cdot t \quad s_x = s_y \tan \varphi$

f) Als windsnelheid constant was (evenals v_y), zou de lijn recht zijn - afbuiging naar rechts $\rightarrow v_{\text{wind}}$ neemt toe.

g) $\frac{v_{\text{wind}}}{v_y} = \frac{s_x}{s_y} = \frac{410 - 200}{332 - 256} = \frac{210}{76} \rightarrow v_{\text{wind}} = \frac{210}{76} v_y = \frac{210}{76} \times 2,2 = 6,1 \text{ m/s}$



2) afname massa = $222,0175 - (218,0089 + 4,0026) = 0,0060 \text{ u} = 0,0060 \times 931 \text{ MeV} = 5,6 \text{ MeV}$

b) ($V = 2,05 \text{ MV}$) $E = -\frac{dV}{dt} = -\frac{4,0 \times 10^6}{11,5 \times 10^{-14}} = 3,48 \times 10^{19} \text{ V/m} \rightarrow F_e = qE = 2 \times 1,6 \times 10^{-19} \times 3,48 \times 10^{19} = 11 \text{ N}$

c1) $U = q \cdot V$ - afstand kern $\rightarrow P = 2,7 \text{ cm}$ in fig. 3.1 $\hat{=} 5,4 \times 10^{-14} \text{ m} \rightarrow$ (fig. 3.2) $V = 2,1 \text{ MV}$

$U = 2e \cdot 2,1 \text{ MV} = 4,2 \text{ MeV}$.

2) $U_{K,P} = 5,4g - 4,2 = 1,2g \text{ MeV} = 1,2g \times 1,6 \times 10^{-13} \text{ J} = 2,06 \times 10^{-13} \text{ J} = \frac{1}{2} mv^2$.

$m = 4, \times 1,6 \times 10^{-27} \text{ kg} = 6,4 \times 10^{-27} \text{ kg} \rightarrow v^2 = \frac{2 \times 2,06 \times 10^{-13}}{6,4 \times 10^{-27}} = 0,620 \times 10^{14} \rightarrow v = 7,9 \times 10^6 \text{ m/s}$

d) $F_e \sim \frac{1}{r^2}$. De meeste deeltjes komen niet dicht genoeg bij een kern om sterk beïnvloed te worden.

e) relativistische effecten (?)

2) invang van α -deeltjes in Au-kern (kernkrachten!)

4 a) $\frac{b}{v} = \frac{1}{22} \rightarrow v = 22b \quad \frac{1}{v} + \frac{1}{b} = \frac{1}{f} \rightarrow \frac{1}{22b} + \frac{1}{b} = \frac{1}{55} \rightarrow \frac{23}{22b} = \frac{1}{55} \rightarrow b = 57,5 \rightarrow v = 1265 \text{ mm} = 1,26 \text{ m}$

b 1)  $\frac{y}{x} = \frac{8,0}{1,6} = \frac{5}{1} \quad x = 25 \text{ mm} \rightarrow y = 5x = 125 \text{ mm}$

\rightarrow afstand lenzen = $y - x = 100 \text{ mm} = 10 \text{ cm}$.

c) 3^e orde: $\tan \alpha = \frac{0,18}{4,33} = 0,0416 \rightarrow \sin \alpha = 0,0415 \rightarrow \lambda = \frac{d \sin \alpha}{n} = \frac{1/22 \times 10^{-3} \times 0,0415}{n} = 6,3 \times 10^{-7} \text{ m}$

d) afst. M \rightarrow 1^e minimum = $\Delta X = \frac{l \lambda}{\partial l_{1\text{spleet}}} \rightarrow \partial l_{1\text{spleet}} = \frac{l \lambda}{\Delta X} = \frac{4,33 \times 6,3 \times 10^{-7}}{24 \times 10^{-2}} = 1,14 \times 10^{-5} \text{ m}$.

e) De buigingspatronen vallen vrijwel samen (immers ze liggen $\frac{1}{22}$ mm uit elkaar)

De eerste minima overlappen elkaar. Additie (bij interferentie) geeft weer een minimum.

f) Bij 2 spleten: minimum in Q \rightarrow wegverschil opeenvolgende spleten is $\frac{1}{2} d$. Bij 3 spleten: onderlinge uitsluiting van licht uit 2 opeenv. spleten. De bijdrage uit de 3^e spleet blijft over.

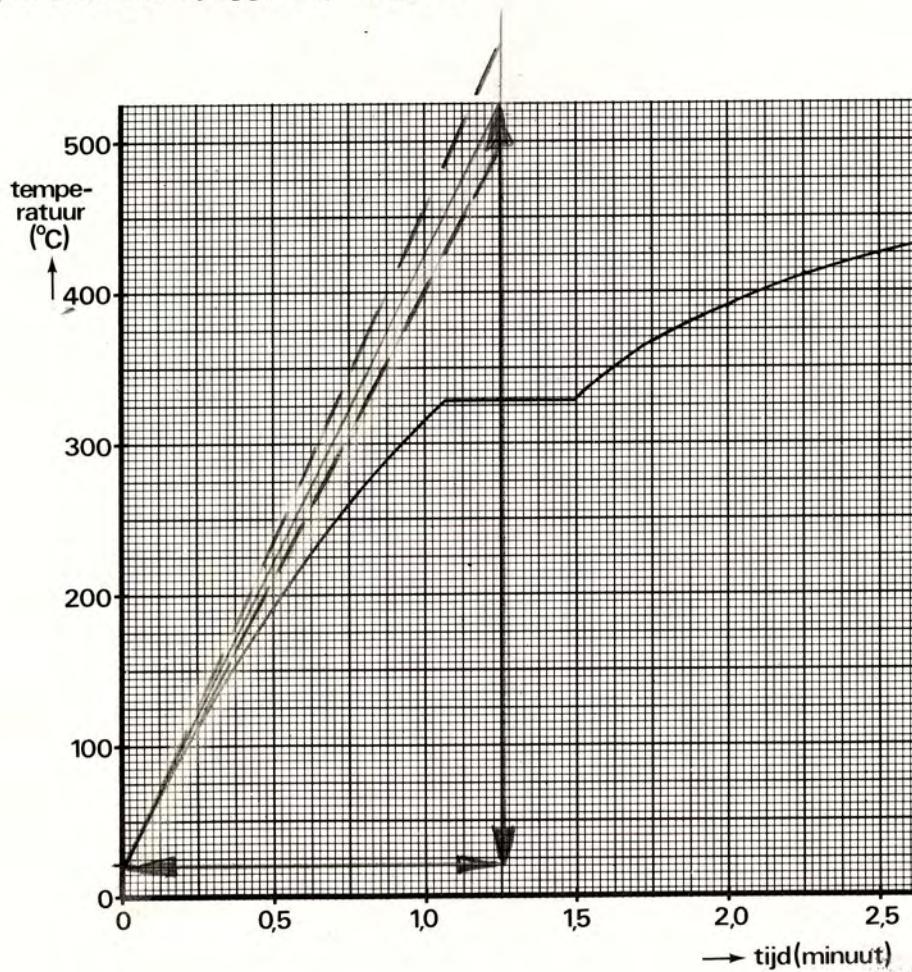
Naam: Jan Tiggelman Examennummer:

EXAMEN VOORBEREIDEND WETENSCHAPPELIJK ONDERWIJS IN 1985

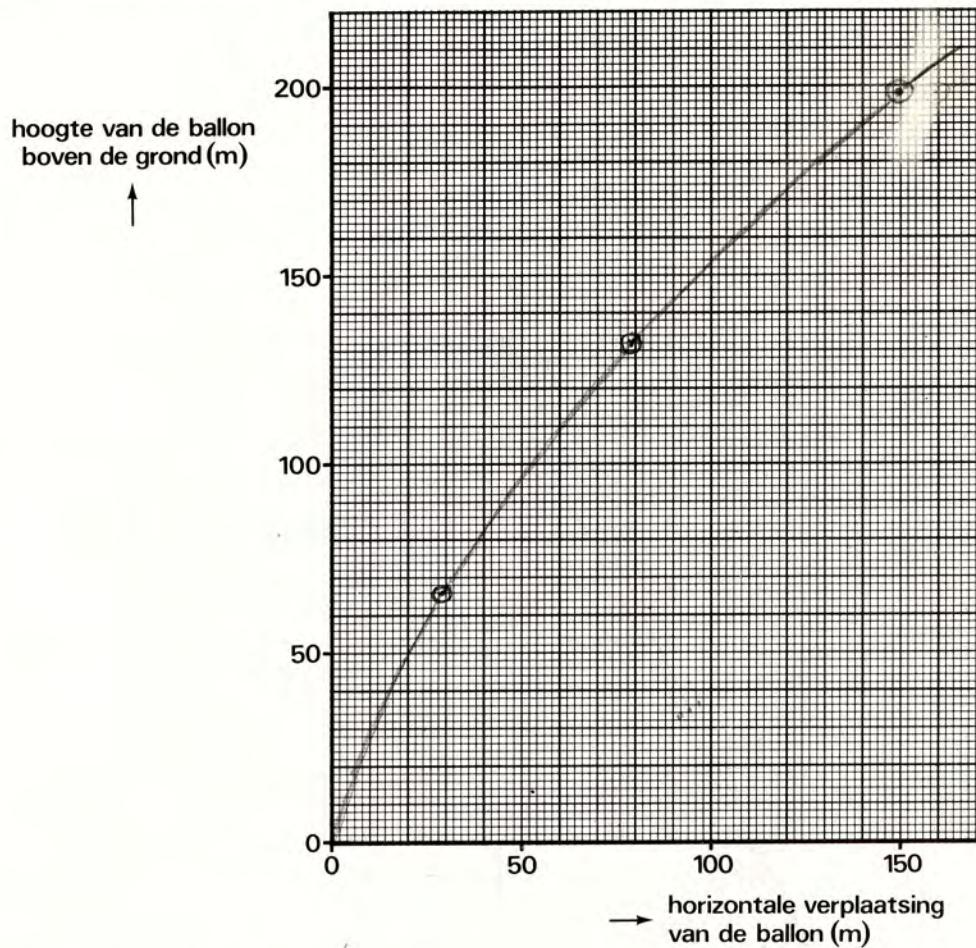
Woensdag 8 mei, 9.00–12.00 uur

NATUURKUNDE

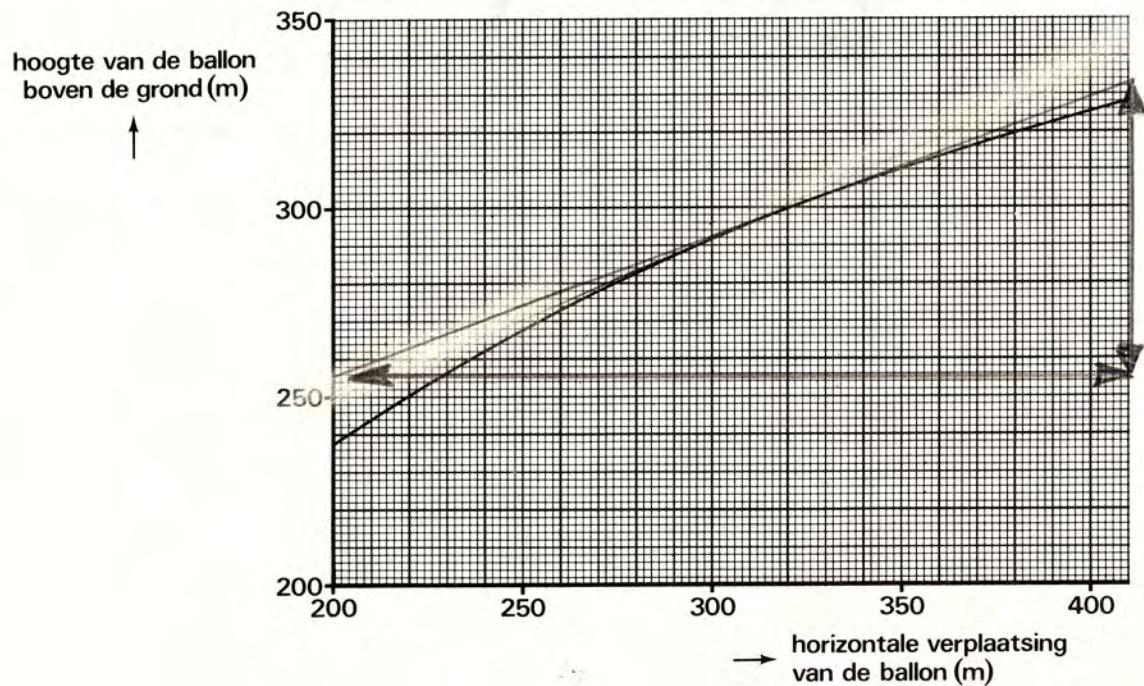
Antwoordpapier behorend bij opgave 1, vraag c. 1..



Antwoordpapier behorend bij opgave 2, vraag e.

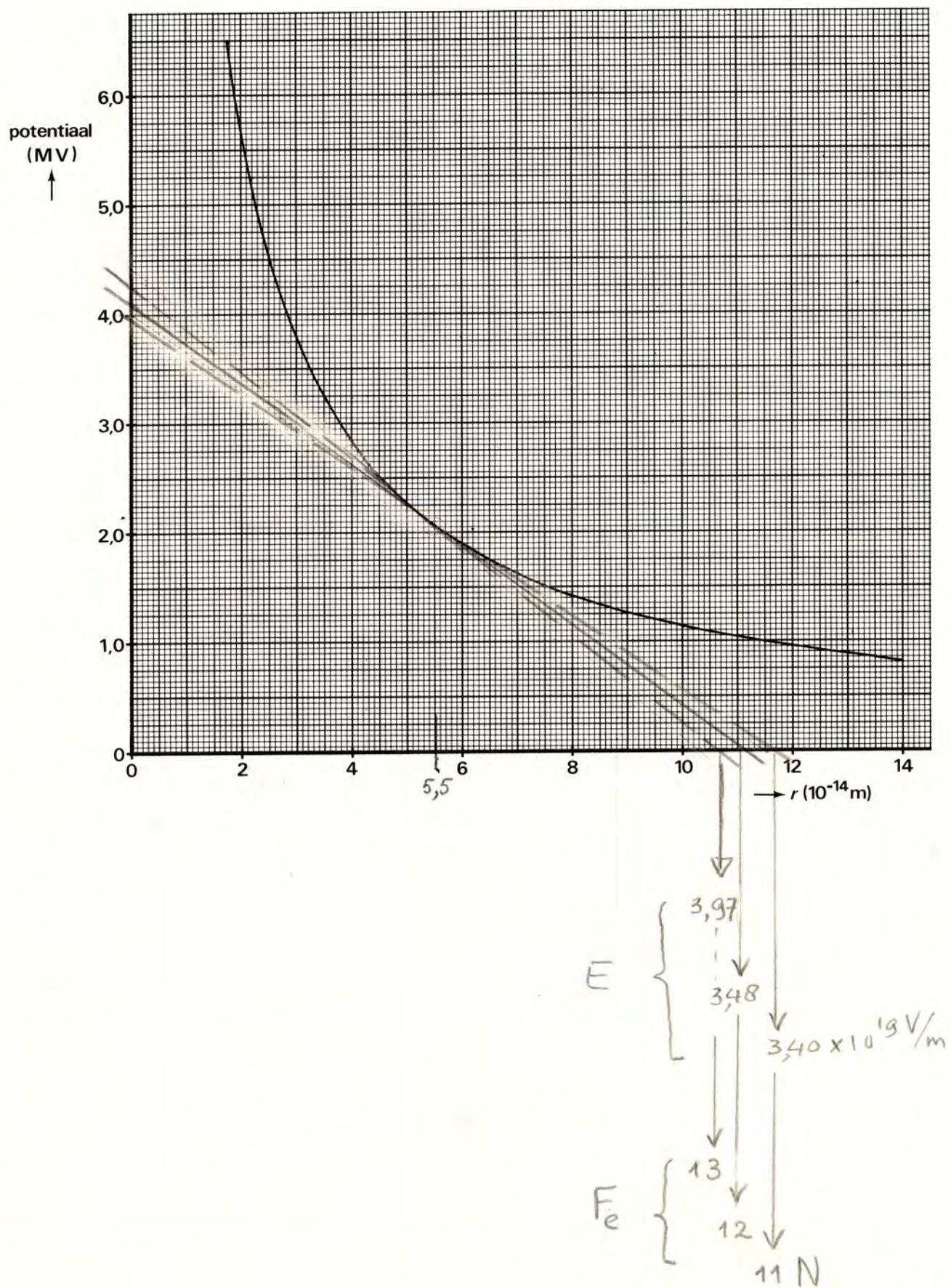


Antwoordpapier behorend bij opgave 2, vraag g.



figuur 2.3

Antwoordpapier behorend bij opgave 3, vraag b.



Antwoordpapier behorend bij opgave 4, vraag b.

