#### O. Vorbenalunge

Fiel de VL: Grundlege des Verstandenis de QM,
wobi Ingenieure U. Informatile
sought hinsicht hich Physich
und Mathematik auf ihren
"hormale" Kenntnissterd "abjeholt"
worde, d.h. die VL sollte für
jede intressiet Straliende
klan vondvoll zieh ber sein.

Ansprod:

Die vermittel he Kenntrisse solle auf möglichst ähnliche Utiveau Liege, wie in de Physik übblich => And Motalian de Physik wird übernomm, so dass

- a) leicht eine Verständigg mit Physilum möglich ist and
- b) es heine Probleme breit sollde, die für die Theoretische Physik volomdene Fadliteration av lese und av vestelve.

Einsdrandy:

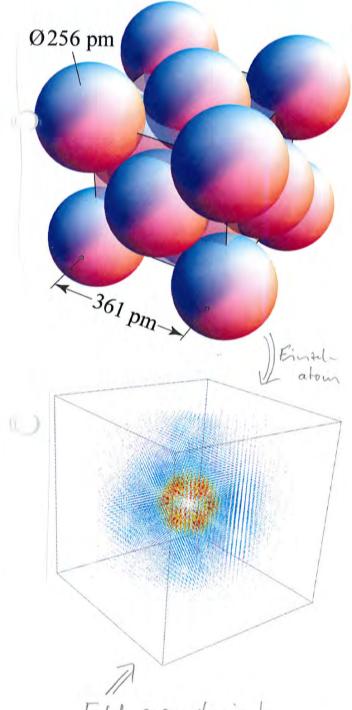
Da Grundlage (Mathe, Physik) i. Alls. fehr, kommen allein aus Zeitgründe – non eine einzeschränhte
Stoff auswahl möglich sein
(also siche heine QED ud auch heine ted nisch Annen dunge).

(1)

1. Warm Quantenmedanik?" odn «Weshallo Max Planch etwas finden mussle, mas er vie finden wollte"

1.1 Warm Quanternedanih (QM)?

1. Brispiel: Elehtisch Leitfahrigheit: d.h. marinale



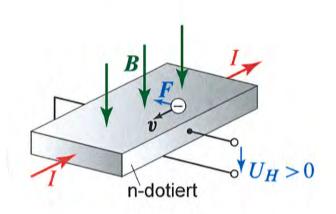
Fold exemplatical bei nur 6 Elekhorn und 6 Protow im Ven Cu-Adom, kubisul flach sen hiet (hfz), 25 Protone, 29 Elehtrow, 34 Newhomen, maist ein-bis zweinerhig (maximal 3-nehig)

Auch Si hlassisder Betrachy (klein, naherr
punht förmiger Atomben,
down har m "kreisend"
die eta falls punht tönnig
Elehhore und ausonst
fast nor "leer" Raum):

E-Felde im Atom so
starh, dass freies Elehhor
kann ungehindet oleral
dring ham
s Cu misste schlechter
Lite cin

Widespred!

#### 2. Beispiel: Hall-Effeht



1

be weste Elehhorn (e<0)
in Gegrichty zur technische Stromickty;
Ablenty durch LounteWraft F=Q(3×B) &
derart, dass UH>0

beneste Loda (e>0)
in Rich of or technisch
Showing = VH < 0

messlednisal verificient!

Problem: klassische Varstelly vom Löche shom ist,
dass "tatsächlich" Eleh hom var Loch

To Loch "hippen", so dass sich
"Scheinber" das Loch bewegt.

D.h. in "Wirhlich heit" "beweg"

sich auch bei p- Potiery Eleh home,
so dass bei n- ud p-do hiert

Madei alie stets UH > 0 feld

misse

= Widespred!

Diese Betrachtung Laser sich fatsette ...

M. March 7 1.2 Es begann wit that Planch Ende des 19. Jahrhadets: Physik solie weitgelied asseschlosse (mass versted natürlich nod nidt allo, glansk abe, den "lest" mit den our Vertige ste hade Mitteln bewaltige 2 lionnen). Beispiel: Als Max Planch 1874 se- Physik. Stedion de mit de Familie behældede began, viet ihm vom Studium as, weil die Theoretische Physih kene neitreidenden Perspehhven nehr bietet. Es ist behannt, dass Max Planch nicht duf ihn horse... Tatsächlich warn schon 1874 Erscheinun-gen behannt, von dene sich spähr Erwies, dass sie sid blassisch eten nicht erhlären Ließe. Eine soldre Erscheining van die 1.2.1 Warmeshall The const. Hold rewn Illinos Loch: reprase he angeralut en "schanze lørge "alle" en falle de Shah 5 wird absorbiert A66, 1 Alle Strahly, die vom schwarzen Körpen (= Loch) ausgesandt wird (= Schwarze Shahly")1

ist It. Kirch hoft (1859; Benes mit Hilfe ds 2. Harpt sates de Thermodynamik) identisal mit Strahly in luver des Hohl raums, welche isohop (= richhasenablanjes) ud homos (= ortsunabhangi) usvnash. v. Material in. Erläuturo: a) el. - majn. Energie didle:  $w = \frac{1}{2} \left( \vec{E} \vec{D} + \vec{H} \vec{B} \right)$ Every edide:  $w_{\overline{x}} = dw$ Every edide:  $w_{\overline{x}} = dw$ Every edide |  $w_{\overline{x} = dw$ Eve Circleoff:  $w_{\tau} = f(\tau, T)$  (one Benes) (1.1) (1853) La Lies: ist noveine Funktion voy...

(2015)  $w_{\tau} = \sqrt{3}$  (1) (1.2) (1836) Problem: { bzw. g unsehannte Funktione! wied Wien: mit Hilfe verentache der Annahme (= theore hish nicht got begründet) "educated goessing" of (+) = a e + + (1.3) mit a, b = Konstant aus dem Experiment s gute Arbeitsforme (fir Ingenieure), lie tet //
aber beine physikalische Erhläg!  $[a] = [g(Y)] = [w_r] = w_s^2 = w_s = w_s$ [6] = [7] = K = Ks = Kelvin sehunde

Nahrhonstand jo üblich weise in Form zweier ander Naturlionsten h geschiele: b := h > Plano 4 siles Wirhungsquam

( = 6,63.10-34 75) (1.4) (\$1,38.10-237/K)  $\Delta w_r = \frac{g_{tr}}{c_0^3} \cdot \frac{h r^3}{e^{\frac{h r}{8T}}}$ Oblide Parskly als Funktion de Wellenlange 150 -- 1000 K ---- 900 K 100 ---- 800 K ---- 700 K 50 (United): Wr = dw = dw did mit 2 = Co  $a\frac{d\lambda}{d\tau} = c_0 \cdot \frac{d(v_{\sigma})}{d\tau} = -\frac{c_0}{v_{\sigma}}; \text{ mit } w_{\tau} := -\frac{dw}{d\lambda}$  $w_2 := -\frac{dw}{dx} = \frac{v^2}{c^2} w_r = \frac{c_0}{x^2} w_r$ kennt die Wiensche Gleich (1.4)

jest Planch:

(in educas ander Dorstelly) and will diese therbik.

6

# Planchs (geriale) Vorgeties veise:

Ansak: U. Kirchhoff sind die Eigeschaft des schwarzen Shahles unabhängig von Seine Realisien

han hann ivadein Wandmaterial
annehme (and ein real nicht
existieredes), wenn es nur den behannt Gesetze der Physik folgt.

Wahl: Planch stellt sich Wand material als
likene el. Ladung vor, die elastisch
(trit Hilp von Federn) in eine Rushe
lage betestigt sind > Resonatoren \*/

Wenn Resonator von el-magn. Welle erricht werd, niv ken Kräfte, und die Ladung beweg sid in nehmme die Ladung beweg sid in nehmme Energie auf - und geben auch el-magn. Welle ab (beschlennigke Lady):
magn. Welle ab (beschlennigke Lady):
über Gosetze der Elehhody mamik
und Mechausich komplett besuhribbar

vernints. Annahme: Im thermodynamische Gleidgewicht vehne Ladung im Mittel stets etensoviel Engie auf, vie Sie abgeben!

1

A) Breits 1897 hate Thomson - der 1903 en Atommodell entwickeld ("Phympudding-Modell") - entdecht, dass in Atomen el geladere Teildher, die Elektronen, vorhander sein priessen.

7

Unter Annendry der Maxw. Theorie \* sowie der Gesetze der Mechanik findet Planck so

$$w_{v}(v,T) = \frac{8\pi v^{2}}{c_{o}^{3}} E(v,T)$$
. (1.5)

Hierin ist E(v,T) die (mittler) Energie des einzelnen Resonators (also der schwingenden Ladung). Diese bestimmte M.P. jetet auf etwas abenteverliche Weise: Da er die Lösung (1.4) von Wien (die war messtechnisch überprüft) für richtig hielt, "bastelte" er sich einen Ausdwich tin die Entropie S(E) des einzelnen Resonators, der da laubete:

$$S(E) = \frac{h_B \cdot E}{h_V} \left[ 1 + l_m \left( \frac{h}{E v^2} \right) \right] . \qquad (1.6)$$

Dass dieser Ausdweh nichtig war, glaubk er dadurd beweisen av liennen, dass (1.6) in der Tat der 2. Hanptsatz der Thermodynamik erbillse. Dann wendeke er die aus der Thermodynamik behannte Beziehng (ohne Beweis)

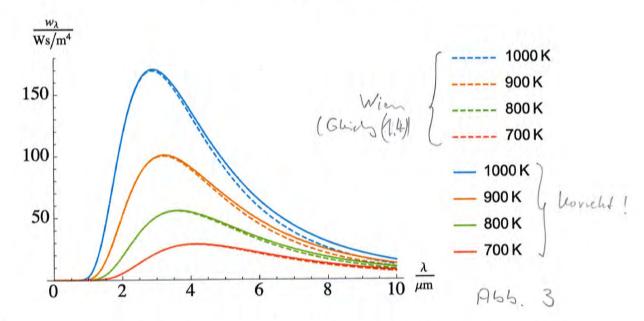
$$\frac{1}{T} = \frac{dS(E)}{dE} \tag{1.7}$$

on and erhielt hirows E(v,T). Eingese ht in (1.51) ergas sich so (1.4) (bitte nach rech nem!).

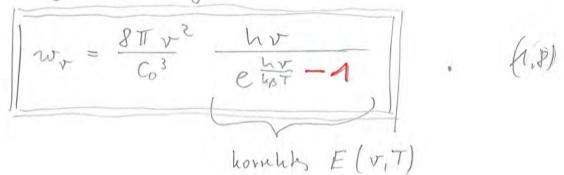
Was er dabei übersah: (1.6) ist nicht die einzige Lösug, die de 2. Hauptsatz er füllt.

<sup>\*)</sup> Planck glauble damals, dass der Begriff der Enhopie (und entspreched der 2. Hauptsats) letatlich aus d. Maxw. Theorie her lit das sei (das war sein Forschungs programm) – was nur Unsinn sein hann, weil die Maxw. Theorie symm in der Zeit ist.

Nachden Planck voller Stola die von ihm endhick gebrudene "Hrbity" der Wienschen Gleichy (1.4) der Deutschen Physikalischen Gesellschaft vorstelle wollte, er frhr er secht zeitig (7. Oktober 1500) von dem Experimentaton Heinrich Rubens, dass das Wiensche Gesetz nicht shimmett: bei vie drigen Frequenten (bei denen man aus dechnischen Gründle bishe die Stahleg nur sehr ungenau messe honnte) war die Wiensche Gleichz (1.4) völlig fedsch!!



Der sehr erschrochene Planch fand noch am selsen Abend (durch geschichts Probieren) eine Leicht von (1.4) abweichender die neuen Messesultate (Abb.3) be hiedigende Lösy, normlich



Problem: Planches tolle Ableity ergal (1.4), nicht (1.8)! Auch jetet beschloss Planch, niede die (richtige) Entropie to finder, hatte er jetet doch im morhin erhannt, dass sein Ausdruch (1.6) nicht de einzig möglide var. Damit enttiel aber die Möglichheit, eine neue Entropie 2 "basteln", die dann via (1.7) Schließ Lich auf (1.8) fibrite, denn das Argument, dass diese Enhopie de 2. Hauptsate erfillt und damit nichtig sein müsse, ent fiels Er mossle die gesuchte Enhopie nachvollzieh bar herlite. Das wollte ihm abe einfach nicht geling! So var fiel er and du (verzweiselsen) Ausweg, as mit der von ihm bisher stets beliampfle, von Bolkmann stammede thethode der Statistische Interpretation der Entropie zu

Die statistische Intropetation der Entropie nach Boltzmann formolierte Planch gemäß

 $S = h_B \cdot h_W \cdot h_{.9}$ 

(so ist die Gleichy noch herte auf Boltomanns Grabstein Dr finder). Hier in ist W das "Statistische Gewicht" des Fustands eines zu betrachtende Systems der Entropie S, was bedeutet, dass W die Anzahl der Möglichkeiten ist, den malvoskopische Fustad auf verschiedene mit koskopische Anden zu realiseren (wird gleich im Detail eläutet).

<sup>\*</sup> Diese Methode behämpfte er des halb, weil er ja fest daran glande, eine Intropretation der Enhopie mit Hille der Maxw. Gleichunger Finder zu hönne. I strang hansalen

(10)

Mit anderen Worten: Planches Aufsake bestand dann, herauszufinden, wieviele Möglichkeiten es gab, die Erwegie (pro Volume und Freguenz) zur auf N Oszillatoren (also die von Planch an genommen schningenden Ladvugen dur Wände des schwarzen Shahlers) zu verleiben!

Dabei war hlar: hieß man zv, dass wr in beliebig heine Portion aufleilbar nar (m.a.W.: 00 viel Portion), dann gab es and 00 viele Möglich heide, dies zv trun, d.h. W >00.

Damit wän aber and S >00, was vollige
Unsine war.

So ve fiel M.P. and die Idee, dass ex eine untere Grenze Fan Everjie portione wähle müsste, damit W (and damit S) endhich wird. Planch empfond das damals als schlimme Heuristik, von der er hoffle, dass man dies irgodnam werde eliminiere oder zumindest secht fertige zu hönne. In einem Brief von 1931 an Robert Williams Wood schnieb M.P. richschaued die Annahme kleinske Erupie partione als einen "Aht der Verzwei selng".

Im Einzelnen warm Planchs Überlegunger zur Bestimm von W wie folgt;

\$1.

Bezeichnet man die zur Verfügg stehende Gasantenurgie in einem Volumenelement dV und in
einem Frequenzintervall dv mit U:= zwo-dV·dv,
dann entfällt bei N Resonatoren auf jechn
Resonator die Erregie [E = H]. Himmt man
weiterhin eine libinste Erregie portion E an, dann
gibt es insgesamt [va = = ] Erregie portione, die
beliebig auf die N Resonatoren zu verleibe sind.
Aus der Kombinatorik behannt: Verfeity von
n Kugeln auf N Urnen, wenn die Kugeln nicht
von ein ander unterscheid bar tind, ergibt

 $W = \binom{N+n-1}{n} = \frac{(N+n-1)!}{n!(N-1)!} (1.70)$ 

Möglichheite. Fir "große" Werte von N (bzu. n) gilt die Stirlingsche Näheungsformel

 $|n! \approx \sqrt{2\pi n} \left(\frac{n}{e}\right)^n \left( \text{exact for } n \to \infty \right)$ 

Da fir großen Em (2TIn) Knhë silt:

Almn! 2 nhn-n

(1.Mh)

Tatsachlich weist (1.11) beseits für n 2751 eine Fehler von < 0,1% auf.

Angewondt auf (1.10):

m W= ln (N+n-1)! - ln (n!) - ln (N-1)!

≥ N+n

≈ (N+n) ln (N+n) - (N+n)

- n ln n + n - N ln N + N

= (N+n) ln (N+n) - n ln n - N ln N

(geniaß (1,9)

Multipliziert mit laß ergibt dies alsor die Enho
Pie des Gesamtsystems (also der Summe alle N

Resonatore). Damit erhält man die gesuchte

Enhopie einen Resonators der Energie E dund

Division alund N, also

 $\frac{\ln W}{N} = \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left[N\left(\frac{N}{N} + 1\right)\right] - \frac{N}{N} \ln \left(N\frac{N}{N}\right)$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right)$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right)$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right)$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) - \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$   $= \left(\frac{N}{N} + 1\right) \ln \left(\frac{N}{N} + 1\right) + \frac{N}{N} \ln \frac{N}{N}$ 

N = Antahl Resonator na Antahl mögliche Empiopartia

 $\Delta S(E) = h_B \frac{mW}{N} = k_B \left[ \left( \frac{E}{\epsilon} + 1 \right) \ln \left( \frac{E}{\epsilon} + 1 \right) - \frac{E}{\epsilon} \ln \frac{E}{\epsilon} \right] A(12)$ 

Bestimmt man hivour genia 3 (1.7)

$$\frac{1}{T} = \frac{dS(E)}{dE} = \frac{kB}{E} \left[ \ln \left( \frac{E}{E} + 1 \right) - \ln \frac{E}{E} \right]$$

den wet E (= E (v,T)), so erhalt man (aus.

probie !)  $E = \frac{E}{E} \ln (1 + \frac{E}{E})$   $E = \frac{E}{E} \ln (1 + \frac{E}{$ 

 $\mathcal{E} = h - r \qquad \frac{1}{h_{D}} \frac{dS}{dE} = \frac{1}{h_{D}} \frac{d\mathcal{E}}{dE} + 1 \ln \left(\frac{E_{1}}{2} + 1\right) \cdot \frac{1}{2} \qquad (1.13)$ 

 $\frac{d(x-hx)}{dx} = 1 + hx$ 

 $-\frac{d\left[\frac{E}{\varepsilon}\ln\frac{E}{\varepsilon}\right]}{d\frac{E}{\varepsilon}}\cdot\frac{1}{\varepsilon}=\left[\ln\left(\frac{E}{\varepsilon}+1\right)-\ln\frac{E}{\varepsilon}\right]\frac{1}{\varepsilon}$ 

Diese He leity stellte Planch am 14.12.1900 der Dertsche Physikalische Gesellschaft von.

Dahar gilt dieses Dahm als die Geburtsstude du Quante medanih!

Planck glavble dam veikhi-, dass man zumindest im Vakvum (also ohne Wechselvicky mit Maderie) alle Effekk mit Hilfe der Maxw. Theorie er hlar lionde - was Einskin wich legte.

M.P. abseptiete die durch ihn angestoßene QM nie - und auch 19. E. hatte schließlid bis to seiner Lesersende Problème mit du dann 1926 end wichelte " moderne " QM.

## 2. Die "alte" Quam ten theorie

Die sog. "alte Quante theorie" begenn 1300 mit de Entdechy Max Planks, dass die Enryie gegrantelt ist (vgl. Kgp. 1.2);

 $E = h \cdot f = h \cdot \omega$  (2.1)

Sie setzle sich mit Einsteins Erhläng des "Lichtelehnisch Effelits" (Photoeffeht) 1505 fort (vgl. kop. 22) und mindede schließlich im Bohrsche Atommodell (1913, vgl. Kap. 2.3). Nach dem de Broglie 1924 some Hypothes von den Materiewelle aufgestellt hatte (vst Kap. 2.4) worde die "alte" an autgood verschieden, noch zu disturiende Unovlangtidheit Schliestid 1925 durch die Arbeit Heisen bergs (Mahi & medanih) bow. 1926 Schrödingers (Welle medanile) von der sog. "here Quantimedanih" abgelöst. Die Betachtung on Quant medanile word schon hich im Frammely mit Atommodelle derdye filmt, novom hier

avriadet die Rede si- soll.

# 2.1 Atommodelle: Von der Historie bis Rithirford

- a) De mokrit (ca. 400 v. Chr.): Es gibt untilbore (átomos = untilber) Grundboustine, ous de alle Substante her until selied in verd. Substante nor until schiedlich zusammegeschet)
- Dalton-Modell (1803): Wie Demohit, wobei sich
  Teilcher Jober je nach Element in ihren Massen
  under scheiden und sieh bei Chem Reabtion
  Lediglich umordnen
- c) Thomson-Modell (1903): T. konnte doud Experimete mit Kathoden shahlen nachweisen,
  dass diese aus geladem Teiche den Elektronen
  bestehen. Schloss daraus, dass die Elektronen
  schon vorber in der Kathode = Materie vorhanden waren. Da Atomornen hal: Nahm
  gleich mäßig verfeilte, masse lose pos. Lady an,
  in der Elektronen (die allei- Masse
  besaßen) wie Rosinen in einem Kuche
  verfeilt waren (deshalb: Plumpudding-Modell).
- d) Rutherford Modell (1911): R. stellke durch Shewversuche on dinne Goldfolien (10-3 mm dich)
  unit Hilfe von den schweren &-Teilchen =

  2 Protonen + 2 Neutronen (vie mann erst späte
  verausfand) fest, dass diese selten gesteut
  wurden, aber manchmal doch, und dann
  sehr massiv. Schloss daraus, dass Aformilban Meferiel
  weitzund "leer" ist und sind die Masse im
  wesentlichen am einem Punht, dem Atom
  hern, konzentiert (nur dort erfalgt Streen der
  d-Teilchen): Im Kern pos. Lady, während
  Elekhoren den Kern wie Planete die Sonne
  um hristen.

2.2 Finsteins Lichtquam hypothese

1887 entdecht Heinrich Hertz den sog.

"Lichtelehtisch Effeht": Metallober fläche

wird mit UV-Licht bestracht =) hir
durch werde Elehtrom bei, die sich

in einem elehtische Feld beschleunig

oder abbremse lassen. Experimentelle Resultate:

a) Photoeffeht titt erst obschalb eine Grenz frequent of des UV-Lichtes auf, also

f \( \) \(

fg hängt vom verundet Metall ab.

b) Kinchische Eursie de befreit Elektronen wird durch Frequent f bestimmt und wicht von de Indensität (= Hellighit) des Lichtes. Dasi gilt

 $E_{\text{kin}} \sim f$  (2.3)

- c) Erst fir fefg ist die Antahl der befreit Elekhow proportional der Inden sität des Lichty
- d) Photoeffeht erfolgt instantan (also inmhalb von st< 10-35)

Klassische Deutysversuch: Feldstärhe rehten E des einfallen den Lichts (= el.-magn Welle) Lässt Metallelehtronen schwinge, wobsei bei Resonanz des Systems Elehtron - Materie (vsl. Phodettien des schwarz Strahlers alund M. Planch) ward und nach so viel Enegre zuge führt wird, dass Elehtron frei wird. A Es müsste ein zusammung zwisch In ten si tait (n E2) und kin : Enryre che Elehtrone bestehen.

=) [ sheht in brassen Wide-spord Fr (2.3) und Fr d)!

Richtye Derty durch A. Einstein 1905; hight verhält sich wie Teilahen = Photomojeweils mit de Ruhemasse Well, die abit stets Lichtgesdwindighit aufweise und jeweils über die Erryje

Ephodon = h.f (2.4)

vertis. Sind v die Geschwindigheit and m die Masse des befreit Elekhons und Wig die (materialspesifische) Ab tösearbeit den Elekhons von de Materie, dann gilt die Einsteinsche Formel:

h.f = 2 moz + WA

(2.5)

(AP)

23. Bohrshe, Atommodell, 2.3.1 Visagen des Ritherford-Modells

- a) Von vornhæren hlav: beschlevnigt bewegte Ladwy (Elektrone auf Bahne
  un den Atomken) straklen el-magn.
  Weller ab (so finktionier Antennen),
  so dass die Elektrone ihre kin. Engie
  verlieber anderst in den kern stivten
  nivster in Wider spruch zur Erfaly, dass
  Atome i. Allg. sehr stabil si-d.
- b) Regt man ein Atom 2.B. im ein tachs he

  Fall ein Wasserstoffatom enege hisch an,
  indem man es 2.B. hoch enege hisch beshahlt, dann sandet es nach hurzer

  Lint verschiedere Shahlung (d.h. el. magn.

  Wellen) dishert Frequenzen aus, die
  charah terishisch für das emtsprechede

  Atom ist (wird herte als Spehhalanalgse
  benutet) Mit Rutherford Modell

  gar nicht erhlärbar.

#### 2.3.2 Atom modell nad Bohn

Modifikation des Ruther ford - Modells durch will hirriche Annahmen (von dem Bohr wusste, dass sie physikalisch - Frinächstnicht behiediged begind bor sind, die aber das Verhalter der Atome- wie ober besch nie ber - erhlärer höhner Sollten: 1. Poshlat: Es gibt dishtele, Stationare

"Bahnen" den Elehhenen mit

den dann ebentalls dishtelen

Evergien En, Entry ..., NEIN,

bei dem heine Abshahly er
folgt.

2. Poshlat: Übergängt zwische den stationären Fustanden (d.h. Elektron
begist sich von Bahn mit Em Em

auf Bahn mit Em) dihrt For

el. -magn. (Ab) strah ly mit

ohr Fre gven & frum gemäß

h. fum = En-Em

to (2.6)

Gleich (2.6) worde dase indutiet von der Arbeit von Planch (1900) zur Wärme strahy und von Einstein (1905) zum Photoeffeht.

Hisraus war noch nicht har, welche Radien diese stationäre Bahne denn non habe müsste. Hiert diente dann die genialste ldee Bohrs, das Workspondent printip, welches dann unhalt, des letzt 13. Bohrsche Poch lates wurde.

<sup>\*/</sup> Bohr nahm zu nädet - der Einfachheit halber -Kreis bahner an.

2.3.3 Novres ponden & printip

Friedst die völlig blassische Überlegung

a) Gesamtenoje des hisende Elehtrons!

6) Kräftegleich gewicht:

$$\frac{e^2}{4\pi\epsilon_{or2}} \stackrel{!}{=} m_e \frac{dv}{dt} = m_e \tau \cdot \omega = m_e \cdot r \cdot \omega^2 \quad (x)$$

$$\vec{v}(t+nt)$$
  $\vec{v}(t)$   $\Rightarrow \frac{dv}{v} = d\Psi \left(d\vec{v} := \vec{v}(t+nt) - \vec{v}(t)\right)$ 

nach randfalòst:  $r = \frac{e^{1/3}}{(4778)^{1/3}} \frac{e^{1/3}}{m_e^{1/3}} \frac{1}{m_e^{1/3}}$ 

(2.7) singeseted:

$$E = \frac{1}{2} m_{e} \omega^{2} \frac{e^{4/3}}{(4\pi \epsilon_{0})^{2/3} m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{1/3} co^{2/3}}{(4\pi \epsilon_{0})^{2/3} m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{1/3} co^{2/3}}{(4\pi \epsilon_{0})^{2/3} m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{1/3} co^{2/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{1/3} co^{2/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{1/3} co^{2/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{2/3} co^{2/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{2/3} co^{2/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{2/3} co^{2/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i(4\pi \epsilon_{0})^{1/3} i m_{e}^{2/3} co^{2/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}}{e^{2/3} i m_{e}^{2/3} co^{4/3}} - \frac{e^{2} i$$

\* Bohr ging Friadst von nur einem Elekhon aus, behan delte also das Wasseshoftatom.

$$A = -\frac{1}{2} \frac{1}{(4\pi\epsilon_0)^{2/3}} \left( w_e \cdot \omega^2 \cdot e^4 \right)^{1/3}$$
 (2.8)

Bis out (2:61) alles noch homplett blassisch!

C) Die eingangs erwähnten Spelhallinie (Shahly dishreh Frequente) wurden schon, beginnd mit Angshöm 1853, duch Balm 1985 gemesse und beschnieben. Der schwedische Physike Rydberg verallgemeinste die Beschreibung Balmers dahingehund, dass die Wellenläugen Zhunder ausgesandte dishkerten Strahlunge beim Überger eines Elekhons von der Bahn mit der Energie Em der ganzen Zahlen sein sollten gemäß

1 2 m2 - 12 , n, m E IN

bow. durch Einfilig einer Proportiona-Litätshoustante R (die de Ehren von Rydberg "Rydberg- Konstante" genannt wird)

$$\frac{1}{2nm} = R\left(\frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2}\right) \left(20, d.h. n.m\right) \left(2.9\right)$$

Or semessene Wet (also Resultant des Experimen des) behägt 109677,5810 am 1. Überhaupt ist (2.91) zurächst allein Resultant von Messunge.

<sup>\*</sup> Davan, dass das etwas mit Elekhonen bahne zu tun habe könnte, wusste natürlich weder Balme noch Rydbry etwas.

Mit Jum = = und E=h f lasst sid

(2.9) wie folgt un schreibn:

$$\frac{1}{\lambda_{nm}} = \frac{f_{nm}}{c} = \frac{f_{nm} \cdot h}{h \cdot c} = \frac{E_n - E_m}{hc} = R\left(\frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2}\right) > 0$$

Man hann also den Energie En und Ens die Jolopal Ausdriche zwordnen:

$$E_{m} = -\frac{R \cdot h \cdot c}{m^{2}} / E_{m} = -\frac{R \cdot h \cdot c}{m^{2}} / (2.10)$$

Man nemnt die Fahlen in bein. im - weil sie gemäß (9.1.5) dishtete Energie beschreiben, die Erwegien also gegvantelt sind - Quantur Fahlen (genav: Hauptgrant Fahle).

Da n,m EIN, behågt die blinstmögliche Eurgie differenz

d.h. man gelangt to einem Energielen hinvon entweder, wenn h > 0 \* oder fir hohe Quanten tahlen, also n > 0: Dann betindet man sich in der blassische Physik, wo alle Energiewete prinsipiell auf heter hönne, also heine Quantely gilt.

<sup>\*</sup> h ist ja in de Tat schr blein, weshalb Quantereffehde im Allday nicht zu beobach den sind.

Dies filmte Bohn an seinem sehr wichtige Korrespondungpringip:

3. Postulat: För große Quantu Fahlen (d.h. gose Bahnradien\*\*) miss' die Volassische Physik gelten!\*)

2.3.4 ibrgang der blassische Physik Aus (2.9) folgt bei minimaler Differma sn=1 der Quante tahle, also m = n-sn = n-1 und gleich teilig n > 00 mit tum = from: lim fn,n-an = R·c lim (n-1)2 - 1/2 / = R.c lim [ n2 (n-1)2]  $= R \cdot c \lim_{n \to \infty} \frac{2n-1}{n^4-2n^3+n^2} = R \cdot c \frac{2n}{n^4}$  $= \frac{2Rc}{h^3} = : fulassisch = : f$ s w := 2TT f = 4TT Rc (2.11)

<sup>\*</sup> Dies henne vir nativ til and aus der Relativitätstheorie.

<sup>\*\*</sup> Bei großen Bahnradien r > 00 geht die poten helle Eurgie > 0, d.h. auch die Geschuindig heit hamn sehr hlein werde, ohne dass das Elehtron (hlassisch) in den Vern fällt, alsor Ein > 0. Die 5 entspricht zenäß (2.40) einer großen Quanten tahl.

In blassische Fall shahlt - wie ewähnt ein Elehtron auf einen Krisbahn eine el. magn.
Welle mit der Frequenz ab, wobei au
gleid der Winhelgeschwindigheit des Elehhans
auf seiner Krisbahn sein muss (vgl z B.
magn. Dipol). Der geniale Gedanhe Bohrs
bested nun dann, die gemäß (2.11)
für große Quanh zahlen gewonnene Krisfrequenz au in (2.8) einzusetzen und
gleidzich E mit En aus (2.10) zu ichntifzieren:

Hierars lässt sich R- jetet nicht mehr experimentell, sondern sechnenisch- bestimmen, was fir Bohr der Pridstein da fir war, ob sine I dee fraktioniete (obr gemessene Wert war ja behannt):

Mit den - auch damals schon - behannten Meswerden für

$$m_{e} = 9,109383 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$$
 $e = -1,602177 \cdot 10^{-19} \text{ As}$ 
 $E_{0} = 8,854188 \cdot 10^{-12} \frac{\text{As}}{\text{Vm}}$ 
 $h = 6,626070 \cdot 10^{-34} \text{ Ws}^{2}$ 
 $c = 299792458 \frac{\text{m}}{\text{s}}$ 

(so genou waren die Weste damals nativial noch nicht behannt):

$$R_{\text{mio}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{9,109 \cdot 10^{31} \, \text{h}}{8,854^2 \cdot 10^{-24} \, \text{ps}^2} \cdot 6,626^3 \cdot 10^{-102} \, \text{m}^3 \, \text{s}^{-3} \, \text{m}^3 \, \text{s}^{-3}}{8,854^2 \cdot 6,626^3 \cdot 3 \cdot 10^{-107} \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{9,109 \cdot (1,602)^4 \cdot 10^{-107} \, \text{hg m}}{8,854^2 \cdot 6,626^3 \cdot 3 \cdot 10^{-107} \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{9,109 \cdot (1,602)^4 \cdot 10^{-107} \, \text{hg m}}{8,854^2 \cdot 6,626^3 \cdot 3 \cdot 10^{-107} \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}} = \frac{1}{8} \cdot \frac{1000 \, \text{hg m}}{1000 \, \text{hg m}}$$

= 10,9 61,656 m<sup>-1</sup> = 109.616,56 cm<sup>-1</sup>

Der Vergleich mit dem tresswert zeigte sehr gute überein stimm (prah hisch exalut erhält man du Messwert, wenn man elliptische Bahnen zulässt). Das war für Bohr der Beweis, dass seine überlegung vichtig waren: Ein große Triumph!!

Jetet lasse sich auch die Radien r de Elektronenbahnen bestimmen: (2.7) ud die 2B. 1. Gleidy in (2.10) misse iden Lische Wate Liefern (also die Gesomtenzie des Elekhons):

Ferrer ergab sich aus dem Kräftegleidgewicht (Flieh hraft = elektrostatische Antietystraft);

$$r^3 = \frac{e^2}{4\pi \xi_0 \cdot m_e \cdot \omega^2} \tag{3*}$$

Letate Gleich nach and aufgelöst und oben eingesetzt:

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} m_{e}} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} r} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} r} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} r} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} r} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} r} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} r} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{4\pi \xi_{0} r} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{2} \frac{e^{2}}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}}$$

$$\frac{1}{8\pi \xi_{0} R \cdot h \cdot c} = \frac{R \cdot h \cdot c}{n^{2}$$

Es soll nod der Behay des Drehimpulses  $\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = m_e \cdot \vec{r} \times \vec{v}$  mit  $\vec{r} \perp \vec{v} \forall t$ bestimmt werden:

$$L = me^{-r} \cdot r \cdot v = me^{r^2} \omega$$

$$\frac{ds}{dt} = r \frac{dy}{dt} = r \cdot \omega$$

weight sid ows (3\*): (2.13)  $L^{2} = me^{2} + \frac{e^{2}}{4\pi\epsilon} = \frac{1}{4\pi\epsilon} \frac{mee^{2}}{4\pi\epsilon} = \frac{n^{2}h^{2}}{4\pi\epsilon}$   $= \frac{n^{2}h^{2}}{4\pi\epsilon}$ 

 $\Delta L = \frac{h \cdot h}{2\pi}$   $\Delta L gequantel + (2.14)$ 

In manche Textbicken wird behauptet, dass (2.14) eines der Bohrsche Postrlade sei, was alse nicht horselt ist!

(2.14) schrelle som diel gelangt - jedoch nicht mit der gleiche Universalität wie mit dem Norrespondent prinzip, welches eine wichtige und sehr allgemeine Aussage zum Wesen der Quante physik enthält.

Die von Bohr entwichelse Quante theorie wird auch als "alte Quan to theorie" berichnet. Sie beschribt viele Eigen schaft des Wasserstoft atoms, aber nicht alle, und worde 1925 durch Heisen berg, Born und Jordan durch die "moderne Quan te medanih" abzelöst.



### 2.4 Materie wellen

2.4.1 Ein Ausfly 2 den el. -magn. Welle (blassisch)

Alle el. - magn. Vorgange blassisch via Maxwell beschreibbar: (erläuben!)

rot E = - 3B ; div B = 0  $vot \vec{H} = \vec{S} + \frac{3\vec{p}}{3t}, \ div \vec{D} = S$  (2.15)

mit 5 = 5 homdichte (im Valuom bin. in Isolatosen:  $\vec{S} = \vec{6}$ ),  $\vec{D} = \vec{E} \cdot \vec{E}$  (im Valueum - dam E= Eo - oder in isotropen 7/solador) vd B = MH ( in Vahoum - dann M=10 - och

in isotropen lin Material).

Im Folged: E = const. + E(r), M = const. + M(r). und S = Q, d.h. keine Roumlady!

~ vot vot \( \hat{E} \) = grad div \( \hat{E} - A \hat{E} = - \frac{3}{9t} M vot \( H \)

 $= \frac{1}{2} \operatorname{div} \overrightarrow{D} = 0 \quad \text{hartesist} : \Delta = \frac{3x}{3x^2} + \frac{3x^2}{3x^2} + \frac{3x^2}{3x^2}$ 

 $\Delta - \Delta \vec{E} = -\mu \frac{\partial}{\partial t} \left( \vec{S} + \xi \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \right) = -\mu \xi \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2}$ 

psm. (7-12 3t2) = 0

(sperielle) Welle - PSL.

(2.16)