5. Klassifizierung molekularer Orbitale

Mir haben molekulare Orbitalo am einfachsten molekularen System Kennenpeleint, dem Hat-Ion und bereits eine Möglichkeit der Klassifizierung hennen gelernt.

Die elektronischen molekularen Eneguitudende (molekularen Potenhale (siche Folie 1 24.5.16)
En(R)

werden durch die x Hauptquackerzall n

× Die Drehimpulsquacken
zahl l

× die Projektionsquacken

zall 2 gekennzwichnel

d.h. n-1 l-0 2 0

of. h. n=1 l=0 $\lambda=0$ 1sd n=2 l=0 $\lambda=0$ 2sdn=2 l=1 $\lambda=0,1$ $2pd,2p\pi$ Anschauliche Interpretation der elektronischen nudereneugelischen Molekularbitale des Hzt

Mss ~ [\$\overline{\Phi}_A(\tau_A) + \overline{\Phi}_B(\varsignerge)\$ bindend

 $\gamma \sim \left[\overline{\Phi}_{A}(\gamma_{A}) - \overline{\Phi}_{3}(\gamma_{3}) \right] \text{ repulsiv}$

Es stell sich heraus, dass der repulsive Zudaud den 2pb enlsprill. (sobo spatu)

All dies molekularen Orbitalo wrusdon als Fhl. von R behracht En(R).

Frage: Was passiert für R > 0?

In dustem Fall plul das Hzt Ion

in ein Het Man über

und es fill:

mil 2 -> ml Het unolekularp atomarp Terme Zeige: Linke Mölft des Korrelations dispramms

Andere Klassifizierung:

Manchmal id er günrhijer den Limes R > 00 tu behrachten, d.l. für Hzt:

H2+ -> H+ + H

Dann müssen wir uns fragen, wie die molekularen Euspitudonde in die atomaren Euspitudonde überphen.

Im Fall der Hzt müssen die molekularen Energietustonde in die Energietustonde der W- Mans übergelen, d.l. 15,25,2p....

Umgelelst konnen wir auch fragen, wælche enne Molekülorbitale aus des Annohern-9 Indies atomares Orbitale entstehen. Einfachdu Bsp.:

Ans du Annaharny tweier Wasserhoff.

As Orbitale, fin enterblen 2 Molelier orbitale (unterschiedlicher Symmetrie)

 $Y_{M0} \sim \left[\overline{\Phi}_{A}(Y_{A}) \pm \overline{\Phi}_{B}(Y_{B}) \right]$

Wassen Stie Ry

Drese hennen Sie bereits mid

Zu Nande wroden bisher mid

Y 158 v DA (rx) + DR (r3)

Y2p6 ~ \$\bar{Q}_A(\gamma_A) - \bar{Q}_3(\gamma_3)

breichnel.

In untere neven Klassifitien-9 werden duit tudénde 2 nl beterchuet, Malen Will des Charles den

pooli di Indires u und g gera un gerade I gerade Symmehrie henn richen

d.l.
$$Y_{g}(\vec{r}) = + Y_{g}(-\vec{r})$$

 $Y_{u}(\vec{r}) = -Y_{u}(-\vec{r})$

Symmetrieigensolafte for Inversion aller Koordinaten am Ursprung

Notes 2-2 9. 10. 8	15 + 15 15 - 15		Weller fullings are Orbitale	Je heurte	ernabeland
Hz Holekul-	6g 11 S	gramm,	den Abergaug von atomaren Wellenfind Freinigter Alans über molekulare Orbitale	alomaren Wellerfell in der Noturney gehende (1) Rollmel unabhöufig von	(2) Parises ist unabhengij van Kernabeland
Hz + Molekulabidal	156	Korrelations diagramm	>		(2) Paristed is
Vereinites from	1s 2p	Zeige	Regelin für tur	Atame:	

245 a u use fassa-9

geade/ unperade Hours gelien in Molekalor Bilolo Like tracrodo grade unpeach des vereinisten

Schrab weige: Paralol des Molekulonbitall ou ne 2 ~ (-1) R

d. L. 158 in gerader Paritet

Paritot des Moleliloubilals in 2914 42 Schrab week: Tudex 9/4

Bsp.: 2gls

6. Mehrelektronensysteme oder dag Periodensystem der Elemente der Moleküle

Ausgangepunkt:

1- Elektronen Indénde im 2- teubren-Potential, wie wir sie für Hzt Lugeleitet haben.

Beschrunn subsessive die 1-Eleabronon indénde unter Beaching der Pauli-Prinsips

Energetische Reihenfolge der molekularen Orbitale aus Korrelahansdragramm Enegetische Reihenfolge beim Glerchgewillsabetand Ro der Molekuls bestimmt die Besch-9

Liz: Li (1s)² 2s

(6g 1s)² (2,1s)² (6g 2s)²

oder (1s2)² (2s2)²

(2p2)²

also (1s6)² (2s2)² (2p2)²

Besetzung von Molekülerbridalei.

56: 2 fach 11

Pii : 4-fach $\lambda=|\pm 1|$ undgett dit : 4-fach $\lambda=|\pm 2|$ undgett die : 10 undgett die : 10

7. Vibration und Rodation twei atomique Moleküle

Bisher: elektronische Zustande von Molekülen, molekulare Ottal Potentiale

= E Y (RA, RZ, ri). Y: Wellenghe für Kerne und e-

dann: Vernachlessigung der kinetischen Energie der Kerne:

$$\left[-\frac{t^2}{2me}\Delta_{ri}+V(R,ri)\right]Y(R,ri)=E(R)Y_e(R,ri)$$

Te: elektronische Wellenfullva elektronische Energe, abhengig von Abstand der Kerne. Jett: Wir gehen turück tur vollen Schredinger-Gleichung und Derücksich ligen die kinelische Enege der Kerne

Heizu: Y (RA, RB, ri) = X (RA, RB) te (R, ri)
Separationsansah Kern Elektronen

 $\begin{bmatrix} -\frac{L^2}{2M_A}\Delta_{R_A} - \frac{L^2}{2M_B}\Delta_{R_B} - \frac{L^2}{2m_e}\Delta_{r_i} + V(R_i r_i) \end{bmatrix} Y = E Y$ $\begin{bmatrix} -\frac{L^2}{2M_A}\Delta_{R_A} - \frac{L^2}{2m_e}\Delta_{R_B} - \frac{L^2}{2m_e}\Delta_{r_i} + V(R_i r_i) \end{bmatrix} Y = E Y$

[K_K + K_e + V(R₁v_i)] X_KY_e

= [K_K + E(R)] X_KY_e = EX_KY_e

molekulares

Potential

d.h. [Kx + E(R)]Xxt= EXxte

Xx: Kernwellenfunllion

Nun behachten wir Kik etwai geraner:

$$K_{K} = -\frac{t^{2}}{2M_{A}}\Delta_{A} + \frac{t^{2}}{2M_{B}}\Delta_{B}$$
 $= -\frac{t^{2}}{2(M_{A}+M_{B})}\Delta_{RSP} - \frac{t^{2}}{2M_{A}}\Delta_{R}$

lin. Energie des Schwepunktes der Relativ bewerg

 $\widehat{R}_{SP} = M_{A}\widehat{R}_{A} + M_{B}\widehat{R}_{B}$
 $\widehat{R}_{SP} = M_{A}\widehat{R}_{A} + M_{B}$
 $M_{A} + M_{B}$
 $M_{A} + M_{B}$

Wir find hur an de inneren

Enerpé de Moleküle und duen
enegelische Strukh interskél
derhalb konnen wir dei Schwerpunklsbewegung elimineiren (setzen uns
in ein Koordinatensystem, das zeinen Ursprung
im S7 hal!

d.l.
$$\left[-\frac{t^2}{2\mu}\Delta_R + E(R)\right]X\chi_E = X_K Y_e$$

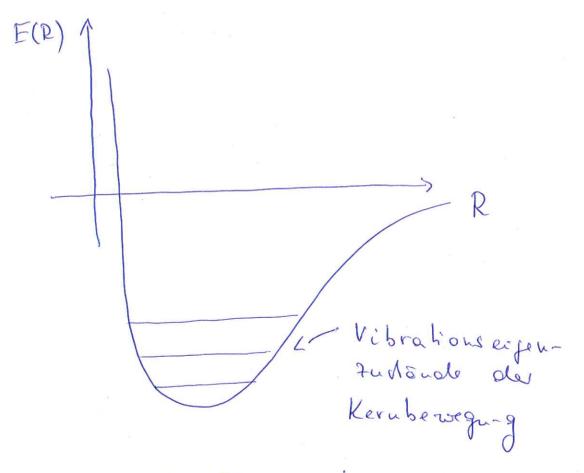
hun:

PR Ye (R, ri) und PR Ye (R, ri) Vernachlessigen!

Born-Oppenheimer Nöherg!

 $\left[-\frac{L^{2}}{2\mu}\Delta_{R}+E(R)\right]\chi_{R}=E\chi_{K}(R)$

effektives Potential for die Relativbewegung der Kerne ist durch das elektronische Molekularp Potential gefeben!



zusählich Rolation!

Formal:

Schredinge-Gleichung für die Relativebewegung des Kerne:

$$\left[-\frac{t^2}{2r} A_R + E(R)\right] \chi(\vec{R}) = E \chi(\vec{R})$$

Standardverfahren tur Separation von Winleh und Radialteil de Wellenfunktionen

$$X(R, \vartheta, \varphi) = R^{-1}f(R)g(\vartheta, \varphi)$$

$$\left[-\frac{t^{2}}{2\mu}\frac{1}{R^{2}}\frac{\Im}{\Im R}\left(R^{2}\frac{\Im}{\Im R}\right)+\frac{t^{2}}{2\mu}\frac{\Im}{R^{2}}+E(R)-E\right]R^{-1}f_{9}=0$$

her:
$$\vec{g}^2 = -\left(\frac{1}{\sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \vartheta} \left(\sin \vartheta \frac{\partial}{\partial \vartheta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \vartheta} \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2} \right)$$

d.h. wir konnen g=Ygyng sehen und eshalten

Rotatiasempi des Molekuls:

$$R \approx R_o$$

Gleich pewillsaldard

Rolationskondark!

d.h. Rolations e respirate om Arally

J=2

J=1

J=0 ____

Zerje Typische Rolahaskandarten

Tabelle 9.5. Dentroll

$$\left[-\frac{h^{2}}{2\mu}\frac{1}{R^{2}}\left(\frac{1}{2}\left(R^{2}\frac{1}{2}\right)\right)+\frac{h^{2}g(g+1)}{2\mu R^{2}}+E(R)-E\right]R^{-1}f=0$$

$$\left[-\frac{1^{2}}{2^{1}} \frac{\partial^{2}}{\partial R^{2}} + \frac{L^{2}g(J+1)}{2^{1}} + E(R) - E \right] \neq (R) = 0$$

Lose nobern-91 weite:

(1

@ Minimum

$$\left[-\frac{4^{2}}{2^{4}}\frac{J^{2}}{J^{2}}+\frac{J(J+1)L^{2}}{2^{4}}+E(R_{o})+\frac{1}{2}\ell(R-P_{o})^{2}+E\right]f(R)=0$$

Harmonischer Oszillalar

$$E_{D} = \left(\nu + \frac{1}{2}\right) + \omega \qquad \omega = \sqrt{\frac{R}{\mu}}$$