

UNIVERSITET U NOVOM SADU

PRIRODNO-MATEMATICKI FAKULTET

Katedra za fiziku

Vojislav M. Zeković

UVOD U ANALIZU FEROMAGNETIKA SA DIPOLNIM INTERAKCIJAMA

Diplomski rad

Diplomski sa ocenou 10 (debet)
Odborac u u. 8 (osam)
Zaključno u u. 9 (devet)

M. Šef
30. VI. 73

Skorušča

- 1) Radnjević Vojislav
- 2) Gajić Matišlav
- 3) Stanićević Mihailo

NOVI SAD 1973.

Zahvaljujem se profesoru
DR. BRATISLAVU S. TOŠIĆU
na pomoći pri izboru te-
me i pri pisanju rada.



Sadržaj

Uvod.	1
I. Glava Stabilizacija hamiltonijana sa dipolnim interakcijama	
§1. Hamiltonijan sa dipolnim interakcijama.	3
§2. Unitarna transformacija hamiltonijana sistema.	8
§3. Stabilizovani hamiltonijan sistema.	12
II. Glava Spektar energija elementarnih ekscitacija u harmonijskoj aproksimaciji	
§4. Efektivni bozonski hamiltonijan.	16
§5. Spektar elementarnih eksitacija u aproksimaciji približne druge kvantizacije.	21
§6. Korektni spektar energije elementarnih ekscitacija. .	28
§7. Poredjenje rezultata.	35
Zaključak.	38

U V O D

Savremene teorije magnetnih fenomena u kristalu tumače ove pojave kao efekte spinskog podsistema $3d$ i $4s$ nepotpuni-
nih ljudskih atoma, koji sачinjavaju magnetni kristal. Spinovi ovih podnivoa interaguju u kristalu dvojako, i to: silama izmene, koje dolaze usled toga što se elektroni međusobno ne razlikuju i silama dipol-dipolnog tipa. Dok su prve sile čisto kvantomehaničkog porekla, dotle druge imaju punu analogiju sa klasičnim silama dipol-dipolnih interakcija, pa se stoga dipol-dipolne interakcije mogu smatrati kao perturbacije u odnosu na interakcije koje dolaze od sila izmene.

Mada ovo, na prvi pogled, uprošćava problem analize feromagnetika, u praksi se pojavljuju velike teškoće, koje su vezane za karakter dipol-dipolnih interakcija i za samu strukturu hamiltonijana sistema. Metod teorije perturbacija se može i ovde primeniti, ali predhodno treba rešiti sledeće probleme:

a/ u hamiltonijanu sistema pojavljuju se članovi koji su linearne proporcionalne kreacionim i anihilacionim operatorima S^- odnosno S^+ , što znači da je vakuumsko stanje sistema loše definisano.

b/ Ukupni hamiltonijan sistema, čak i posle eliminacije linearnih članova ne komutira sa totalnim okupacionim brojem kvazicestica, što znači da oslobođenje od linearnih članova još uvek ne dovodi do pravog vakuuma sistema.

c/ Zbog strukture hamiltonijana dipol-dipolnih interakcija zakon disperzije za elementarne eksitacije u sistemu nije analitički, što znači da energija spinskih talasa i pri multom kvaziimpulu zavisi od pravca prostiranja spinskih talasa.



liticki, što znači da energija spinskih talasa i pri nultom kvaziimpulu zavisi od pravca prostiranja spinskih talasa.

Rešavanje problema pod a/ i b/ dovodi nas do hamiltonijana u kome se može primeniti metod teorije perturbacije. Dok oni nisu rešeni primena metode teorije perturbacije dala bi nekorektnе rezultate. Treći efekat neanaliticnosti očigledno vodi na to da magnetne osobine kristala zavise od pravca prostiranja spinskih talasa, što drugim recima znači da za različite pravce prostiranja imamo potpuno razlicita magnetna svojstva.

Cilj ovog rada je da se za feromagnetik sa spinom $S=\frac{1}{2}$ reše problemi pomenuti pod a/ i b/, tj. da se hamiltonijan sistema stabilizuje i da se nadju tačne formule za energiju elementarnih ekscitacija u harmonijskoj aproksimasiji. Drugim recima, cilj ovog rada sastoji se u tome da se hamiltonijan feromagnetika sa dipolnim interakcijama "preparira" za primenu metoda teorije perturbacije.

Kao što ćemo dalje videti ovo je moguće učiniti, bez većih principijelnih teškoća, samo u slučaju kada se feromagnetik nalazi u jakom spoljašnjem magnetnom polju i kada se kroz feromagnetik prostiru spinski talasivelične talasne dužine.

I. G L A V A

STABILIZACIJA HAMILTONIJANA SA DIPOLNIM INTERAKCIJAMA

§1. Hamiltonian sa dipolnim interakcijama

Hamiltonian sa dipolnim interakcijama predložen je prvi put u referenci 1 i ima oblik:

$$\hat{H} = - \sum_{\vec{f}} \vec{\mu}_B \vec{H} \hat{S}_f^z - \frac{1}{2} \sum_{\vec{f}, \vec{g}} I_{\vec{f}\vec{g}} \hat{\vec{S}}_f \hat{\vec{S}}_g - \frac{1}{2} \sum_{\vec{f}, \vec{g}} D_{\vec{f}\vec{g}} \left[\hat{\vec{S}}_f \hat{\vec{S}}_g - 3(\vec{e}_{fg} \hat{\vec{S}}_f)(\vec{e}_{fg} \hat{\vec{S}}_g) \right] \quad /1.1/$$

U formuli /1.1/ upotrebljene su sledeće oznake:

\vec{f} i \vec{g} su vektori kristalne rešetke, $\vec{\mu}_B$ je magnetni moment atoma, \vec{H} je spoljašnje magnetno polje, $\hat{\vec{S}}$ su spinski operatori, $I_{\vec{f}\vec{g}}$ su integrali izmene, koji u teoriju ulaze kao fenomenološki parametri i

$$D_{\vec{f}\vec{g}} = \frac{\mu_B^2}{|\vec{f}-\vec{g}|^3} \quad /1.2/$$
$$\vec{e}_{fg}^\alpha = \frac{\vec{f}^\alpha - \vec{g}^\alpha}{|\vec{f}-\vec{g}|} ; \alpha = (x, y, z)$$

Iz eksperimenta se zna da je $D_{\vec{f}\vec{g}} \sim 10^{-2} - 10^{-3} I_{\vec{f}\vec{g}}$

Uvodeći operatore:

$$\hat{S}^x + \hat{S}^y = \hat{S}^+$$

$$\hat{S}^x - i\hat{S}^y = \hat{S}^-$$

kao i operator $S - \hat{S}^z$ hamiltonijan /1.1/ možemo napisati u obliku

$$\hat{H} = H_0 + \hat{H}_1 + \hat{H}_2 + \hat{H}_3 + \hat{H}_4 \quad /1.3/$$

gde je:

$$H_0 = -\vec{\mu}_B \vec{\sigma} S N - \frac{1}{2} N S^2 (J_0 + g_0) \quad /1.4/$$

$$\hat{H}_1 = \frac{S}{2} \sum_{\vec{f}} (\alpha \hat{S}_{\vec{f}}^- + \alpha^* \hat{S}_{\vec{f}}^+) \quad /1.5/$$

$$\begin{aligned} \hat{H}_2 &= [\vec{\mu}_B \vec{\sigma} + S (J_0 + g_0)] \sum_{\vec{f}} (S - \hat{S}_{\vec{f}}^z) - \\ &- \frac{1}{2} \sum_{\vec{f}, \vec{g}} (I_{\vec{f}\vec{g}} + \alpha_{\vec{f}\vec{g}}) \hat{S}_{\vec{f}}^- \hat{S}_{\vec{g}}^+ + \\ &+ \frac{1}{4} \sum_{\vec{f}, \vec{g}} (\beta_{\vec{f}\vec{g}} \hat{S}_{\vec{f}}^- \hat{S}_{\vec{g}}^+ + \beta^* \hat{S}_{\vec{f}}^+ \hat{S}_{\vec{g}}^-) \end{aligned} \quad /1.6/$$

$$\hat{H}_3 = -\frac{1}{2} \sum_{\vec{f}, \vec{g}} [\alpha_{\vec{f}\vec{g}} \hat{S}_{\vec{f}}^- (S - \hat{S}_{\vec{g}}^z) + \alpha^*_{\vec{f}\vec{g}} \hat{S}_{\vec{f}}^+ (S - \hat{S}_{\vec{g}}^z)] \quad /1.7/$$

$$\hat{H}_4 = -\frac{1}{2} \sum_{\vec{f}, \vec{g}} (I_{\vec{f}\vec{g}} + \beta_{\vec{f}\vec{g}}) (S - \hat{S}_{\vec{f}}^z) (S - \hat{S}_{\vec{g}}^z) \quad /1.8/$$

U formulama /1.4/ do /1.8/ uvedene su sledeće oznake:

$$J_0 = \sum_{\vec{f}} I_{0\vec{f}}$$

$$J_0 = \sum_{\vec{f}} J_{0\vec{f}}$$

$$\Theta_0 = \sum_{\vec{f}} \Theta_{0\vec{f}}$$

$$\alpha_{\vec{f}\vec{g}} = D_{\vec{f}\vec{g}} \left\{ 1 - \frac{3}{2} \left[(e_{\vec{f}\vec{g}}^x)^2 + (e_{\vec{f}\vec{g}}^z)^2 \right] \right\}$$

$$\beta_{\vec{f}\vec{g}} = \frac{3}{2} D_{\vec{f}\vec{g}} \left\{ \frac{1}{2} \left[(e_{\vec{f}\vec{g}}^x)^2 - (e_{\vec{f}\vec{g}}^z)^2 \right] + i e_{\vec{f}\vec{g}}^x e_{\vec{f}\vec{g}}^z \right\}$$

$$J_{\vec{f}\vec{g}} = D_{\vec{f}\vec{g}} [1 - 3 (e_{\vec{f}\vec{g}}^z)^2]$$

$$\Theta_{\vec{f}\vec{g}} = 3 D_{\vec{f}\vec{g}} (e_{\vec{f}\vec{g}}^x e_{\vec{f}\vec{g}}^z + i e_{\vec{f}\vec{g}}^y e_{\vec{f}\vec{g}}^z)$$

/1.9/

N - broj atoma u kristalu

Svi koeficijenti $\alpha_{\vec{f}\vec{g}}$, $\beta_{\vec{f}\vec{g}}$, $J_{\vec{f}\vec{g}}$, $\Theta_{\vec{f}\vec{g}}$, $I_{\vec{f}\vec{g}}$ su simetrični i zavise od razlike $\vec{f} - \vec{g}$.

Kao što smo rekli u uvodu, dalju analizu sistema sa ovim hamiltonijanom izvršićemo za slučaj spina $S = \frac{1}{2}$ i uz pretpostavku da je spoljašnje magnetno polje \vec{H} toliko veliko da su članovi $\mu_0 \vec{H}$ i J_0 istog reda veličine. U slučaju spina $S = \frac{1}{2}$ spinski operatori se mogu zameniti Pauli-operatorma / referenca [2] / po formulama:

$$S^- = P^+ \quad S^+ = P \\ S^- S^z = \frac{1}{2} - S^z = P^+ P \quad /1.10/$$

Pauli-operatori se mogu predstaviti kao produkt para Fermi-operatora i to

$$P^+ = a_1^+ a_2 \quad P = a_2^+ a_1 \quad /1.11/$$

u podprostoru fermionskih stanja

$$|0_1 \ 1_2\rangle$$

$$|0_2 \ 1_1\rangle$$

u kome očigledno važi uslov

$$a_1^+ a_1 + a_2^+ a_2 = 1$$

Pauli-operatori definisani obrascem /1.11/ zadovoljavaju sledeće komutacione relacije:

$$[P_f, P_g^+] = (1 - 2 P_f^+ P_f) \delta_{fg}$$

$$[P_f, P_g] = [P_f^+, P_g^+] = 0$$

$$P_f^2 = P_f^{+2} = 0$$

$$P_f^+ P_f = a_{1f}^+ a_{1f} \quad /1.12/$$

Posle zameni /1.10/ u hamiltonijan /1.3/ dobijamo

$$\hat{H} = H_0 + \hat{H}_1 + \hat{H}_2 + \hat{H}_3 + \hat{H}_4 \quad /1.13/$$

gde je :

$$H_0 = \text{const.} \quad /1.14/$$

$$\hat{H}_1 = \sum_f (\Theta_1 P_f^+ + \Theta_1^* P_f^-) \quad /1.15/$$

$$\hat{H}_2 = \sum_f \Theta_2 P_f^+ P_f^- + \sum_{fg} A_{fg} P_f^+ P_g^- + \frac{1}{2} \sum_{fg} (B_{fg} P_f^+ P_g^- + B_{fg}^* P_f^- P_g^+) \quad /1.16/$$

$$\hat{H}_3 = \sum_{fg} (C_{fg} P_g^+ P_f^+ P_f^- + C_{fg}^* P_f^+ P_f^- P_g^-) \quad /1.17/$$

$$\hat{H}_4 = \sum_{fg} \mathcal{D}_{fg} P_f^+ P_f^- P_g^+ P_g^- \quad /1.18/$$

onde se:

$$\Theta_1 = \frac{1}{4} \Theta_0$$

$$\Theta_2 = \vec{\mu}_B \vec{H} + \frac{1}{2} (\mathcal{J}_0 + \mathcal{K}_0)$$

$$A_{fg} = -\frac{1}{2} (\vec{I}_{fg} + \vec{\alpha}_{fg}) ; \quad \alpha_0 = \sum_f \vec{\alpha}_{0f}$$

$$B_{fg} = \frac{1}{2} \vec{B}_{fg} \quad \beta_0 = \sum_f \vec{\beta}_{0f}$$

$$C_{fg} = -\frac{1}{2} \vec{\Theta}_{fg} \quad C_0 = -\frac{1}{2} \vec{\Theta}_0$$

$$\mathcal{D}_{fg} = -\frac{1}{2} (\vec{I}_{fg} + \vec{\delta}_{fg}) ; \quad \mathcal{D}_0 = -\frac{1}{2} (\mathcal{J}_0 + \mathcal{K}_0) \quad /1.19/$$

§2. Unitarna transformacija hamiltonijana sistema

Hamiltonijan /1.13/ sadrži član H_1 /1.15/ koji je linearan po Pauli-operatorima. Pojava ovakvog člana u hamiltoniju označava da osnovno stanje sistema nije dobro odabранo, tj. da izraz za H_0 /1.14/ ne predstavlja stvarnu energiju osnovnog stanja sistema, što, s druge strane, znači da vakuum sistema, defakto, sadrži u sebi kvazičestice, pa prema tome nije pravi vakuum.

S obzirom da, u ovom slučaju, stvari tako stoje neophodno je eliminisati pomenute teškoće. To se može postići unitarnom transformacijom hamiltonijana /1.13/, ili, drugim rečima, rotacijom Hilbertovog prostora, i to tako da vakuum u zarotiranom prostoru bude i realno vakuum, tj. da u sebi ne sadrži kvazičestice. Kao što je poznato, unitarna transformacija ne menjala svojstvene vrednosti hamiltonijana. Ovakvu rotaciju Hilbertovog prostora, koja nas dovodi do stvarnog vakuma u literaturi obično nazivaju stabilizacijom hamiltonijana sistema.

Da bismo se oslobodili člana H_1 mićemo od Fermi-operatora a i a^\dagger preci na nove Fermi-operatore b i b^\dagger unitarnom transformacijom oblika:

$$\begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \tilde{\alpha} & \tilde{\beta} \\ \tilde{\gamma} & \tilde{\delta} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix}$$

/1.20/

$$\begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \tilde{\alpha}^* & -\tilde{\beta}^* \\ \tilde{\beta} & \tilde{\delta} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix}$$

$$|\tilde{\alpha}|^2 + |\tilde{\beta}|^2 = 1$$

U podprostoru $|0_1, 1_2\rangle, |1, 0_2\rangle$ fermionskog prostora koji obrazuju operatori b_1 i b_2 mogu se uvesti novi Pauli-operatori:

$$Q^+ = b_1^+ b_2 ; \quad Q = b_2 b_1^+ ; \quad Q^+ Q = b_1^+ b_1$$

/1.21/

$$b_1^+ b_1 + b_2^+ b_2 = 1$$

Sobzirom na transformaciju /1.20/ Pauli-operatori P^+ i P izražavaju se preko novih operatora Q^+ i Q na sledeći način:

$$P^+ = -\tilde{\alpha} \tilde{\beta}^* + 2\tilde{\alpha} \tilde{\beta}^* Q^+ Q + \tilde{\alpha}^2 Q^+ - \tilde{\beta}^2 Q$$

$$P = -\tilde{\alpha}^* \tilde{\beta} + 2\tilde{\alpha}^* \tilde{\beta} Q^+ Q - \tilde{\beta}^2 Q^+ + \tilde{\alpha}^2 Q$$

/1.22/

Dalja procedura stabilizacije hamiltonijana je sledeća:

Izrazi /1.22/ zamene se u hamiltonijan /1.13/ i dobijena forma, sada po operatorima Q^+ i Q , uredi tako da se izdvoji konstantni deo, zatim deo linearan po operatorima Q^+ i Q , kvadratni deo, deo trećeg reda i deo četvrtog reda. Pošto se to uradi, koeficijenti unitarne matrice $\tilde{\alpha}$ i $\tilde{\beta}$ određe se tako da članovi linearni po Q^+ i Q budu jednaki nuli. Ovaj uslov eksplicitno glasi:

$$\begin{aligned} & \tilde{\alpha}^2 \theta_1 - \tilde{\beta}^2 \theta_1^* - \tilde{\alpha} \tilde{\beta} (|\tilde{\alpha}|^2 - |\tilde{\beta}|^2) A_0 - \tilde{\alpha}^3 \tilde{\beta}^* B_0 + \tilde{\alpha}^* \tilde{\beta}^3 \tilde{B}_0 + \\ & + 2\tilde{\alpha}^2 |\tilde{\beta}|^2 C_0 + \tilde{\beta}^2 (|\tilde{\alpha}|^2 - |\tilde{\beta}|^2) \tilde{C}_0 - 2\tilde{\alpha} \tilde{\beta} |\tilde{\beta}|^2 D_0 = 0 \end{aligned} \quad /1.23/$$

U jednačini /1.23/ veličine θ_1, B_0, C_0 , su male veličine prvog reda u odnosu na veličine θ_2, A_0, D_0 . Ako te članove, koji su male veličine prvog reda, potpuno zanemarimo, onda se lako vidi da jednačina /1.23/ ima rešenja:

$$\tilde{\alpha} = 1 \quad i \quad \tilde{\beta} = 0$$

Ovo nam daje ideju da u sledećoj aproksimaciji funkcije $\tilde{\alpha}$ i $\tilde{\beta}$ predstavimo u obliku:

$$\tilde{\alpha} = 1 - \frac{1}{2} \varepsilon^2$$

/1.24/

$$\tilde{\beta} = e^{i\varphi_p} \varepsilon (1 - \chi \varepsilon)$$

Ovde je ε mala veličina prvog reda i kompleksan broj, a χ i φ_p su realni brojevi. Uslov $|\tilde{\alpha}|^2 + |\tilde{\beta}|^2 = 1$ zadovoljen je pri izboru $\tilde{\alpha}$ i $\tilde{\beta}$ /1.24/ sa tačnošću do trećeg stepena male veličine ε . Sa tom tačnošću mi ćemo rešavati jednaciju /1.23/ a to znači, da ćemo u njoj zadržati sve članove koji su reda ε^2 , pri čemu se računa da su θ_1, B_0 i C_0 reda ε , a θ_2, A_0 i D_0 reda jedinice. Rešavajući dobijeni sistem jednacina nailazimo da je:

$$\tilde{\alpha} = 1 - \frac{1}{2} \varepsilon^2$$

$$\tilde{\beta} = |\tilde{\beta}| e^{i \arg \tilde{\beta}} ; \quad |\tilde{\beta}| = \varepsilon_0 (1 - \varepsilon_0 \chi_1)$$

$$\arg \tilde{\beta} = \arctg \frac{\theta_1''}{\theta_1'} \left[1 - \varepsilon_0 \chi_2 - \varepsilon_0^2 \frac{\theta_1' B_0' + \theta_0'' B_0'' \chi_2}{\theta_1' \theta_1} \right] \quad /1.25/$$

gde je:

$$\varepsilon_0 = \frac{|\theta_i|}{\theta_2 + A_0}$$

$$\theta_i = \theta_i' + i \theta_i''$$

$$B_0 = B_0' + i B_0''$$

/1.26/

$$\chi_1 = \frac{B_0' [(\theta_i')^2 - (\theta_i'')^2] - 2\theta_i' \theta_i'' B_0''}{|\theta_i|^3}$$

$$\chi_2 = \frac{B_0'' [(\theta_i')^2 - (\theta_i'')^2] - 2\theta_i' \theta_i'' B_0'}{\theta_i' \theta_i'' |\theta_i|}$$

Prema tome, konačan izgled naše unitarne transformacije koja stabilizuje hamiltonijan /1.13/ je:

$$a_1 = \tilde{\alpha}^* b_1 - \tilde{\beta} b_2$$

$$a_1^+ = \tilde{\alpha} b_1^+ - \tilde{\beta}^* b_2^+$$

$$a_2 = \tilde{\beta}^* b_1 + \tilde{\alpha} b_2$$

/1.27/

$$a_2^+ = \tilde{\beta} b_1^+ + \tilde{\alpha}^* b_2^+$$

gde su $\tilde{\alpha}$ i $\tilde{\beta}$ zadani formulama /1.25/ i /1.26/, a uslov unitarnosti $|\tilde{\alpha}|^2 + |\tilde{\beta}|^2 = 1$ zadovoljen je sa tacnošću do trećeg stepena malog parametra ε_0 .

65. Stabilizovani hamiltonijan sistema

Pošle postupka koji je izložen u §2. hamiltonijan sistema sadrži konstantan član / nova energija osnovnog stanja /, zatim kvadratni deo po operatorima \mathcal{Q} i delove trećeg i četvrtog stepena po ovim operatorima. Prilikom zamene vrednosti za α i β u ovom hamiltonijanu zadržaćemo članove sledećeg tipa:

$$\theta_2, A, D, \theta_2\epsilon_0, A\epsilon_0, D\epsilon_0, \theta_2\epsilon_0^2, A\epsilon_0^2, D\epsilon_0^2, B, C, B\epsilon_0, C\epsilon_0$$

Ovo znači da nam je hamiltonijan tačan do na male veličine reda ϵ_0^3 . Pošto izvršimo naznačene zamene i ograničimo se uka- zanom tačnošću, dobijamo stabilizovani hamiltonijan sistema u obliku:

$$\hat{H} = H_0 + \boxed{\hat{H}_1} + \hat{H}_2 + \hat{H}_3 + \hat{H}_4 \quad /1.28/$$

gde je:

$$H_0 = N \left[-\frac{1}{8} (J_0 + g_0) - \frac{1}{2} \vec{\mu}_B \vec{H} \right] -$$

$$-\frac{N}{16} \frac{|\theta_0|^2}{\mu_B H} \left(2 \frac{\theta_0' B_0' - \theta_0'' B_0''}{|\theta_0| |B_0|} - 1 \right) \quad /1.29/$$

$$\hat{H}_2 = Y \sum_f Q_f^+ Q_f + \sum_{fg} X_{fg} Q_f^+ Q_g +$$

$$+ \frac{1}{2} \sum_{fg} (T_{fg} Q_f^+ Q_f + T_{fg}^* Q_f Q_g) \quad /1.30/$$

$$Y = Y^{(0)} + Y^{(1)} + Y^{(2)}$$

$$Y^{(0)} = \vec{\mu}_B \vec{H} + \frac{1}{2} J_0$$

$$Y^{(1)} = \frac{1}{2} \beta_0$$

$$Y^{(2)} = \frac{3|\theta_0|^2 J_0}{16(\mu_B H)^2} + \frac{1}{2\mu_B H} (\theta_0'^2 + \theta_0''^2)$$

$$X_{fg} = X_{fg}^{(0)} + X_{fg}^{(1)} + X_{fg}^{(2)}$$

$$X_{fg}^{(0)} = -\frac{1}{2} I_{fg}$$

$$X_{fg}^{(1)} = -\frac{1}{2} \alpha_{fg}$$

$$X_{fg}^{(2)} = -\frac{1}{16} \frac{I_{fg} |\theta_0|^2}{(\mu_B H)^2} + \frac{1}{4\mu_B H} (\theta_0' \theta_{fg}' + \theta_0'' \theta_{fg}'')$$

/1.31/

$$T_{fg} = T_{fg}^{(1)} + T_{fg}^{(2)}$$

$$T_{fg}^{(1)} = \beta_{fg}$$

$$T_{fg}^{(2)} = -\frac{1|\theta_0| |\theta_{fg}|}{4\mu_B H} e^{i[\operatorname{arctg} \frac{\theta_0''}{\theta_0'} + \operatorname{arctg} \frac{\theta_{fg}''}{\theta_{fg}'}]}$$

$$\hat{H}_3 = \sum_{\vec{f}, \vec{g}} (Z_{fg} Q_g^+ Q_f^+ Q_f Q_g + \bar{Z} Q_f^+ Q_f Q_g) \quad /1.34/$$

qde je:

$$Z_{fg} = Z_{fg}^{(1)} + Z_{fg}^{(2)}$$

$$Z_{fg}^{(1)} = -\frac{1}{2} \theta_{fg} \quad /1.35/$$

$$Z_{fg}^{(2)} = (\beta_{fg} - \alpha_{fg}) \frac{|I_0|}{4\mu_B \hbar} e^{i \arctg \frac{\theta''_0}{\theta'_0}} + 2B_{fg} \frac{|I_0|}{4\mu_B \hbar} e^{-i \arctg \frac{\theta''_0}{\theta'_0}}$$

$$\hat{H}_4 = \sum_{\vec{f}, \vec{g}} W_{fg} Q_f^+ Q_g^+ Q_f Q_g \quad /1.34/$$

qde je:

$$W_{fg} = W_{fg}^{(0)} + W_{fg}^{(1)} + W_{fg}^{(2)}$$

$$W_{fg}^{(0)} = -\frac{i}{2} I_{fg} \quad /1.35/$$

$$W_{fg}^{(1)} = -\frac{1}{2} \beta_{fg}$$

$$W_{fg}^{(2)} = -\frac{1}{2\mu_B \hbar} (\theta'_0 Q_{fg}^{(1)} + \theta''_0 Q_{fg}^{(2)}) - \frac{I_{fg} |I_0|^2}{8(\mu_B \hbar)^2}$$

Ovde treba istaći dve stvari:

$$a/. \text{ Član } -\frac{N}{16} \frac{|\theta_0|^2}{\mu_B \hbar} \left(2 \frac{\theta' B'_0 - \theta'' B''_0}{|\theta_0| |B_0|} - 1 \right)$$

u formuli /1.29/ predstavlja popravku energije osnovnog stanja usled izvršene rotacije Hilbertovog prostora.

b/. Pošto stabilizovani hamiltonijan sadrži članove proporcionalne $Q^+ Q^+$ i $Q Q$ on ne komutira sa totalnim okupacionim brojem $\sum_f Q_f^+ Q_f$, što znači da broj kvazičestica u sistemu nije održan.

Prisustvo članova $Q^+ Q^+$ i $Q Q$ u hamiltonijanu pokazuje da on, primenjen na novi vakuum, nema svojstvenu vrednost ravnu popravljenoj energiji osnovnog stanja /1.29/, već postoji i jedan dodatni član kojin je proporcionalan

$$\frac{1}{2} \sum_{f \neq g} T_{fg} Q_f^+ Q_g^+ |0\rangle$$

Ovo, drugim rečima, znači da je izvršena unitarna transformacija samo delimično popravila vakuum sistema, ali da i novi vakuum još uvek nije stvarni vakuum, već da i dalje sadrži u sebi kvazičestice.

U sledećoj glavi mi ćemo dijagonalizovati kvadratni deo hamiltonijana /1.28/ i kao rezultat ove procedure konačno ćemo naći pravi vakuum sistema i energije elementarnih ekscitacija.



III. GLAVICA

SPEKTAR ENERGIJA ELEMENTARNIH EKSOITACIJA U HARMONIJSKOJ APROKSIMACIJI

§4. Efektivni bozonski hamiltonijan

Stabilizovani hamiltonijan ima oblik:

$$\hat{H} = H_0 + \hat{H}_1 + \hat{H}_2 + H_3 + \hat{H}_4 \quad , \quad \hat{H}_4 = 0 \quad (2.1)$$

gde je:

$$H_0 = N \left[-\frac{1}{8} (\beta_0 + \delta_0) - \frac{1}{2} \mu_B \vec{\sigma} \cdot \vec{\sigma} \right] - \frac{N}{16 \mu_B \hbar} \left[2 \frac{\theta_0' \beta_0' - \theta_0'' \beta_0''}{|\theta_0| |\beta_0|} - 1 \right]$$

$$\hat{H}_2 = Y \sum_f Q_f^+ Q_f^- + \sum_{f,g} X_{f,g} Q_f^+ Q_g^- + \frac{1}{2} \sum_{f,g} (T_{f,g}^* Q_f^+ Q_g^- + T_{f,g}^* Q_f^- Q_g^*)$$

$$\hat{H}_3 = \sum_{f,g} [Z_{f,g}^* Q_g^+ Q_f^+ Q_f^- + Z_{f,g}^* Q_f^+ Q_f^- Q_g^*]$$

$$\hat{H}_4 = \sum_{f,g} W_{f,g} Q_f^+ Q_g^+ Q_f^- Q_g^-$$

Da bi smo našli spektar elementarnih eksitacija u harmonijskoj aproksimaciji treba preći od Pauli-operatora \vec{Q} na Boze-operatore \vec{B} . Egzaktne formule za prelaz od Pauli-operatora na Boze-operatore glase:

$$Q = \left[\sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-2)^{\nu}}{(1+\nu)!} B^{\dagger_{\nu}} B^{\nu} \right]^{\frac{1}{2}} B$$

$$Q^+ = B^+ \left[\sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-2)^{\nu}}{(1+\nu)!} B^{\dagger_{\nu}} B^{\nu} \right]^{\frac{1}{2}}$$

12.21

$$Q^+ Q = \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-2)^{\nu}}{(1+\nu)!} B^{\dagger_{\nu+1}} B^{\nu+1}$$

U daljem racunu umesto tacnih izraza /2.2/ koristicemo sledece priblizne izraze :

$$Q = B - B^+ B B + \frac{1}{2} \left(1 + \frac{\sqrt{3}}{3} \right) B^+ B^+ B B B B$$

$$Q^+ = B^+ - B^+ B^+ B + \frac{1}{2} \left(1 + \frac{\sqrt{3}}{3} \right) B^+ B^+ B^+ B B B B$$

12.31

$$Q^+ Q = B^+ B - B^+ B^+ B B$$

Formule /2.2/ i /2.3/ mogu se naci u referenci [3].

Zamenom /2.3/ u hamiltonijan /2.1/ dobijamo sledeci efektivni bozonski hamiltonijan iz koga ćemo odrediti spektar elementarnih ekscitacija u feromagnetiku sa dipolnim interakcijama.

$$\hat{H}_B = H_0 + \hat{H}_{2B} + \hat{H}_{3B} + \hat{H}_{4B} + \hat{H}_{6B}$$

12.41

gde je:

$$H_0 = N \left[-\frac{1}{8} (J_0 + \delta_0) - \frac{1}{2} \vec{\mu}_B \cdot \vec{\partial} \right] - \frac{N}{16} \frac{|B_0|^2}{\mu_B dL} \left(2 \frac{\theta'_0 B'_0 - \theta''_0 B''_0}{|\theta_0| |B_0|} - 1 \right)$$

$$\hat{H}_{2B} = Y \sum_f \overset{+}{B_f} B_f + \sum_{f,g} X_{\vec{f}\vec{g}} \overset{+}{B_f} B_g + \frac{1}{2} \sum_{\vec{f},\vec{g}} (T_{\vec{f}\vec{g}} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_g} + T^* \overset{*}{B_f} \overset{+}{B_g})$$

$$H_{3B} = \sum_{\vec{f},\vec{g}} (Z_{\vec{f}\vec{g}} \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_f} B_f + Z^*_{\vec{f}\vec{g}} \overset{+}{B_f} B_f B_g)$$

$$\begin{aligned} \hat{H}_{4B} = & -Y \sum_f \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} B_f B_f - \sum_{\vec{f},\vec{g}} X_{\vec{f}\vec{g}} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} B_f B_g - \sum_{\vec{f},\vec{g}} X_{\vec{f}\vec{g}} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_g} B_g B_g - \\ & - \frac{1}{2} \sum_{\vec{f},\vec{g}} T_{\vec{f}\vec{g}} (\overset{+}{B_f} \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_g} B_g + \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} B_f) - \\ & - \frac{1}{2} \sum_{\vec{f},\vec{g}} T^*_{\vec{f}\vec{g}} (\overset{+}{B_f} B_f \overset{+}{B_f} B_g + \overset{+}{B_g} B_g \overset{+}{B_g} B_f) + \\ & + \sum_{\vec{f},\vec{g}} W_{\vec{f}\vec{g}} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_g} B_f B_g \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}\hat{H}_{6B} = & \frac{1}{2} \left(1 + \frac{\sqrt{3}}{3} \right) \sum_{\vec{f}, \vec{g}} X_{\vec{f} \vec{g}} \left(\overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} B_g B_g + \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_g} B_f B_f \right) + \\ & + \sum_{\vec{f}, \vec{g}} X_{\vec{f} \vec{g}} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_g} B_g B_f B_g - \\ & - \sum_{\vec{f}, \vec{g}} W_{\vec{f} \vec{g}} \left(\overset{+}{B_f} \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_g} B_g B_g B_f + \overset{+}{B_g} \overset{+}{B_f} \overset{+}{B_f} B_f B_g \right)\end{aligned}$$

Elementarnim, ali dugim računom može se pokazati da, ako želimo energiju elementarnih ekscitacija da izračunamo sa tačnošću do prvog stepena malog parametra $\rho \sim \frac{T}{Y}$, svi ostali članovi hamiltonijana /2.1/ posle zamene /2.3/ ne daju nikakve doprinose.

Posle Furie-transformacije Boze-operatora:

$$B_{\vec{f}} = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{k}} B_{\vec{k}} e^{i \vec{k} \vec{f}}$$

$$\overset{+}{B}_{\vec{f}} = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{k}} \overset{+}{B}_{\vec{k}} e^{-i \vec{k} \vec{f}}$$

/2.5/

$$B_f = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{k}} B_{-\vec{k}} e^{-i \vec{k} \vec{f}}$$

$$\overset{+}{B}_f = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{k}} \overset{+}{B}_{-\vec{k}} e^{+i \vec{k} \vec{f}}$$

hamiltonijan /2.4/ postaje:

$$\hat{H}_B = H_0 + \hat{H}_{2B} + \hat{H}_{3B} + \hat{H}_{4B} + \hat{H}_{6B} \quad /2.6/$$

gde je:

H_0 ostaje nepromenjeno /2.4/.

$$\hat{H}_{2B} = \sum_{\vec{K}} (Y + X_{\vec{K}}) \hat{B}_{\vec{K}} \hat{B}_{\vec{K}}^+ + \frac{1}{2} \sum_{\vec{K}} (T_{\vec{K}} \hat{B}_{\vec{K}}^+ \hat{B}_{-\vec{K}}^+ + T_{\vec{K}}^* \hat{B}_{-\vec{K}} \hat{B}_{\vec{K}})$$

$$\hat{H}_{3B} = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{K}_1, \vec{K}_2} (Z_{\vec{K}_1} \hat{B}_{\vec{K}_1}^+ \hat{B}_{\vec{K}_2}^+ B_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2} + Z_{\vec{K}_1}^* \hat{B}_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2}^+ B_{\vec{K}_2} B_{\vec{K}_1})$$

$$\hat{H}_{4B} = -\frac{1}{N} \sum_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} [(Y + X_{\vec{K}_1} + X_{\vec{K}_3} - W_{\vec{K}_1 - \vec{K}_3}) \hat{B}_{\vec{K}_1}^+ \hat{B}_{\vec{K}_2}^+ B_{\vec{K}_3} B_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 - \vec{K}_3} +$$

$$+ T_{\vec{K}_1} \hat{B}_{\vec{K}_1}^+ \hat{B}_{\vec{K}_2}^+ \hat{B}_{\vec{K}_3}^+ B_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3} + T_{\vec{K}_1}^* \hat{B}_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3}^+ B_{\vec{K}_3} B_{\vec{K}_2} B_{\vec{K}_1}]$$

$$\hat{H}_{6B} = \frac{1}{N^2} \sum_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3, \vec{K}_4, \vec{K}_5} \left[\frac{1}{2} \left(1 + \frac{\sqrt{3}}{3} \right) (X_{\vec{K}_1} + X_{\vec{K}_4}) + X_{\vec{K}_4 + \vec{K}_5 - \vec{K}_1} - 2 W_{\vec{K}_1 - \vec{K}_4} \right] \cdot$$

$$\cdot \left[\hat{B}_{\vec{K}_1}^+ \hat{B}_{\vec{K}_2}^+ \hat{B}_{\vec{K}_3}^+ B_{\vec{K}_4} B_{\vec{K}_5} B_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3 - \vec{K}_4 - \vec{K}_5} \right]$$

Hamiltonijan \hat{H}_{2B} je poznati hamiltonijan metoda približne druge kvantizacije. Međutim, kako je pokazano u referenci [4], ovaj metod, u slučaju da se broj kvazičestica ne održava, daje nekorektne rezultate za spektar elementarnih eksitacija. Pošto hamiltonijan /2.1/ ne održava broj kvazičestica u daljem radu ćemo koristiti postupak koji je dat u pomenutoj refernci.

§5. Spektar elementarnih eksitacija u aproksimaciji

približne druge kvantizacije

Hamiltonijan \hat{H}_{2B} može se napisati kao:

$$\hat{H}_{2B} = \sum_{\vec{k} > 0} h_{\vec{k}}$$

$$h_{\vec{k}} = \sum_{s, s'=1}^2 M_{ss'} B_s^+ B_{s'} + \frac{1}{2} \sum_{s, s'=1}^2 (N_{ss'} B_s^+ B_{s'} + N_{ss'}^* B_{s'}^+ B_s)$$

$$M_{11} = M_{22} = Y + X_k$$

$$M_{12} = M_{21} = 0$$

$$N_{11} = N_{22} = 0 \quad \begin{matrix} 1 \equiv k \\ 2 \equiv -k \end{matrix}$$

$$N_{12} = N_{21} = T_k$$

/2.7/

Ovaj hamiltonijan ćemo dijagonalizovati postupkom koji je izložen u referenci [2]. Komutator operatora B_s sa hamiltonijanom h_k ima oblik:

$$[B_s, h_k] = \sum_{s'=1}^2 (M_{ss'} B_s + N_{ss'} \dot{B}_s) \quad /2.8/$$

tako da Hajzenbergove jednačine glase:

$$i \frac{d}{dt} B_s = \sum_{s'=1}^2 (M_{ss'} B_s + N_{ss'} \dot{B}_s) \quad /2.9/$$

Od Boze-operatora B_s prećićemo na nove Boze-operatore C_λ transformacijom:

$$B_s = \sum_{\lambda=1}^2 (U_{s\lambda} C_\lambda + \overset{*}{V}_{s\lambda} \dot{C}_\lambda) \quad /2.10/$$

$$\dot{B}_s = \sum_{\lambda'=1}^2 (\overset{*}{U}_{s\lambda'} \dot{C}_{\lambda'} + V_{s\lambda'} C_{\lambda'})$$

Da bi transformacija /2.10/ bila kanonička, tj. da bi i operator C bio Boze-operator mora biti ispunjen uslov:

$$S_{ss'} = \sum_{\lambda=1}^2 (U_{s\lambda} \overset{*}{U}_{s'\lambda} - \overset{*}{V}_{s\lambda} V_{s'\lambda}) \quad /2.11/$$

Inverznu transformaciju od /2.10/ dobijamo, ako prvu od jednačina /2.10/ pomnožimo sa $\overset{*}{U}_{s\lambda}$, a drugu pomnožimo sa $\overset{*}{V}_{s\lambda}$ i dobijene izraze oduzmenjo.

Postavljajući uslove:

$$\sum_{s=1}^2 (U_{s\lambda} \overset{*}{U}_{s\lambda} - \overset{*}{V}_{s\lambda} V_{s\lambda}) = S_{\lambda\lambda} \quad /2.12/$$

$$\sum_{s=1}^2 (\overset{*}{U}_{s\lambda} U_{s\lambda} - \overset{*}{V}_{s\lambda} V_{s\lambda}) = 0$$

na funkcije U i V nalazimo da je:

$$C_A = \sum_{s=1}^2 (U_{sa} B_s - V_{sa} B_s^+) \quad /2.13/$$

$$\dot{C}_A = \sum_{s=1}^2 (U_{sa} B_s^+ - V_{sa} B_s) \quad /2.13/$$

Zavisnost operatora B_s od vremena izrazićemo na sledeći način:

$$B_s(t) = \sum_{\lambda=1}^2 (U_{sa} C_\lambda e^{-iEt} + V_{sa} \dot{C}_\lambda e^{iEt}) \quad /2.14/$$

tako da je

$$i \frac{dB_s}{dt} = \sum_{\lambda=1}^2 E (U_{sa} C_\lambda e^{-iEt} - V_{sa} \dot{C}_\lambda e^{iEt}) \quad /2.15/$$

Zamenom /2.15/ u /2.9b/ dobijamo sledeće jednačine za određivanje funkcija U i V i energije E

$$E U_{sa} = \sum_{s=1}^2 (M_{ss'} U_{s'a} + N_{ss'} V_{s'a}) \quad /2.16/$$

$$- E V_{sa} = \sum_{s=1}^2 (M_{ss'} V_{s'a} + N_{ss'} U_{s'a}) \quad /2.16/$$

Ako ove jednačine ispisemo za vrednosti $s=1, 2$ dobijamo sledeće sisteme jednačina:

$$(E-M) U_{1a} - NV_{2a} = 0 \quad /2.17/$$

$$N^* U_{1a} + (E+M) V_{2a} = 0 \quad /2.17/$$

$$(E-M) U_{2a} - NV_{1a} = 0$$

$$N^* U_{2a} + (E+M) V_{1a} = 0$$

Ovi sistemi pikazuju da su U_{12} i U_{21} jednaki, a takođe i V_{12} i V_{21} .

Pošto su sistemi homogeni, da bi smo za U i V dobili ne-trivijalna rešenja, moramo izjednačiti sa nulom determinante sistema, koje su, kako se vidi iz /2.17/, potpuno jednake.

Znači:

$$\begin{vmatrix} E-M & -N \\ N & E+N \end{vmatrix} = 0 \quad /2.18/$$

pa je:

$$E = \sqrt{M^2 - |N|^2} \quad /2.19/$$

Da bi smo našli transformacione funkcije U i V , pošto sistemi jednačina /2.17/ izvestan stepen proizvoljnosti, uzećemo da je:

$$U_{11} = U_{22} = U$$

$$U_{12} = U_{21} = 0$$

$$V_{11} = V_{22} = 0 \quad /2.20/$$

$$V_{12} = V_{21} = V$$

Tada, s obzirom na uslov /2.12/, dobijamo:

$$|U|^2 - |V|^2 = 1 \quad /2.21/$$

a iz /2.17/

$$V = \frac{E-M}{N} \cdot U \quad /2.22/$$

Na osnovu /2.21/ i /2.22/, pretpostavljajući da je U realno, nalazimo konačno

$$U = \left[1 - \left(\frac{E-M}{|N|} \right)^2 \right]^{-\frac{1}{2}}$$

/2.23/

$$V = \frac{E-M}{N} \left[1 - \left(\frac{E-M}{|N|} \right)^2 \right]^{-\frac{1}{2}}$$

S obzirom da je $M \gg N$ možemo koren /2.19/ razviti u red po stepenima malog parametra

$$|\nu| = \frac{|N|}{2M}$$

pa je onda:

$$E = M - |N| (|\nu| + |\nu|^3) + O(|\nu|^5)$$

/2.25/

Za ovako aproksimiranu energiju formule /2.23/ glase:

$$U = 1 + \frac{1}{2} |\nu|^2 + O(|\nu|^4)$$

$$V = -\nu \left(1 + \frac{3}{2} |\nu|^2 \right) + O(|\nu|^5)$$

/2.26/

$$\nu = \frac{N}{2M}$$

Ako za M i N zamenimo konkretnе vrednosti u /2.26/ onda dobijmo da je:

$$U_k = 1 + \frac{1}{2} |\zeta_k|^2 + O(|\zeta_k|^3)$$

/2.27/

$$V_k = -\zeta_k^* - \zeta_k^* \tilde{\tau}_k + O(|\zeta_k|^3)$$

gde je:

$$\rho_k = \frac{T_k}{2\mu_0 h}$$

/2.28/

$$T_k = \frac{\alpha_k - \delta_0}{2\mu_0 h} - \frac{J_k - J_0}{2\mu_0 h}$$

Ovde je važno napomenuti da pored malih parametara

$$\frac{T_k}{2\mu_0 h} \quad i \quad \frac{\alpha_k - \delta_0}{2\mu_0 h}$$

koji su mali zbog toga što su dipolne interakcije daleko manje od interakcija izmene. Uvedimo još jedan mali parametar

$$\frac{J_k - J_0}{2\mu_0 h}$$

koji može biti mali isključivo u oblasti malih talasnih vektor, jer je $J_k - J_0 \approx I (\alpha k)^2$

/ I je integral izmene za najbliže susede, a α je konstanta resetke /.

Znači, ovaj novi mali parametar mali je samo za vrednosti talasnih vektora ($k \leq \frac{3}{l_0^2}$, pa i svi dalji rezultati važe samo za ovu oblast talasnih vektora).

Energija, koju daje metod približne druge kvantizacije, s obzirom na /2.25/ i /2.27/, biće:

$$\tilde{E}_k = \tilde{E}_k^{(0)} + \tilde{E}_k^{(1)} + \tilde{E}_k^{(2)} \quad /2.29/$$

gde je:

$$\tilde{E}_k^{(0)} = \vec{\mu}_0 \vec{h}$$

$$\tilde{E}_k^{(1)} = \frac{1}{2} (J_0 - J_k) + \frac{1}{2} (\delta_0 - \alpha_k)$$

$$E_K^{(2)} = \frac{|\theta_0|^2}{16(\mu_B \hbar)^2} (3J_0 - J_K) + \frac{1}{2\mu_B \hbar} (\theta_0'^2 + \theta_0''^2) + \\ + \frac{1}{4\mu_B \hbar} (\theta_0' \theta_K' + \theta_0'' \theta_K'') - \frac{|T_K|^2}{2\mu_B \hbar} \quad /2.30/$$

Energija osnovnog stanja postaje

$$\tilde{H}_0 = \tilde{H}_0^{(0)} + \tilde{H}_0^{(2)} \quad /2.31/$$

gde je::

$$\tilde{H}_0^{(0)} = -N \left[\frac{1}{8} (J_0 + \theta_0) + \frac{1}{2} \vec{\mu}_B \vec{H} \right]$$

$$\tilde{H}_0^{(2)} = -N \left[\frac{|\theta_0|^2}{16\mu_B \hbar} \left(2 \frac{\theta_0' B_0' - \theta_0'' B_0''}{|\theta_0| |B_0|} - 1 \right) + \right. \\ \left. + \frac{T_K^2}{4\mu_B \hbar} + \frac{T_K'^2}{4\mu_B \hbar} - \frac{|T_K|^2}{4\mu_B \hbar} \right] \quad /2.32/$$

§6. Korektni spektar energije elementarnih eksitacija

S obzirom na /2.27/ i /2.10/ formule za prelaz od operatora B na operatore C glase:

$$B_k = \left(1 + \frac{1}{2} |\rho_k|^2\right) C_k - (\rho_k + \rho_k T_k) \tilde{C}_k$$

$$\tilde{B}_k^+ = \left(1 + \frac{1}{2} |\rho_k|^2\right) \tilde{C}_k^+ - (\rho_k^* + \rho_k^* \tilde{T}_k^*) C_k$$

/2.33/

Ako u hamiltonijanu

$$\hat{H}_{int.} = \hat{H}_{3B} + \hat{H}_{4B} + \hat{H}_{6B} = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2} \left(Z_{\vec{k}_1} \tilde{B}_{\vec{k}_1}^+ \tilde{B}_{\vec{k}_2}^+ B_{\vec{k}_1 + \vec{k}_2}^- + \tilde{Z}_{\vec{k}_1}^* \tilde{B}_{\vec{k}_1 + \vec{k}_2}^+ B_{\vec{k}_2}^- B_{\vec{k}_1}^- \right) -$$

$$- \frac{1}{N} \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{k}_3} \left[\left(Y + X_{\vec{k}_1} + X_{\vec{k}_3} - W_{\vec{k}_1 - \vec{k}_3} \right) \tilde{B}_{\vec{k}_1}^+ \tilde{B}_{\vec{k}_2}^+ B_{\vec{k}_3}^- B_{\vec{k}_1 + \vec{k}_2 - \vec{k}_3}^- + \right.$$

$$+ T_{\vec{k}_1} \tilde{B}_{\vec{k}_1}^+ \tilde{B}_{\vec{k}_2}^+ \tilde{B}_{\vec{k}_3}^- + \tilde{T}_{\vec{k}_1}^* \tilde{B}_{\vec{k}_1 + \vec{k}_2 + \vec{k}_3}^+ \tilde{B}_{\vec{k}_3}^+ B_{\vec{k}_2}^- B_{\vec{k}_1}^- \right] +$$

$$+ \frac{1}{N^2} \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{k}_3, \vec{k}_4, \vec{k}_5} \left[\frac{1}{2} \left(1 + \frac{\sqrt{3}}{3} \right) \left(X_{\vec{k}_1} + X_{\vec{k}_4} \right) + X_{\vec{k}_4 + \vec{k}_5 - \vec{k}_1} - 2W_{\vec{k}_1 - \vec{k}_2} \right] \circ$$

$$\cdot \left[\tilde{B}_{\vec{k}_1}^+ \tilde{B}_{\vec{k}_2}^+ \tilde{B}_{\vec{k}_3}^+ B_{\vec{k}_4}^- B_{\vec{k}_5}^- B_{\vec{k}_1 + \vec{k}_3 + \vec{k}_2 - \vec{k}_4 - \vec{k}_5}^- \right]$$

/2.34/

izvršimo zamene /2.33/ onda je očigledno da neće svi normalni produkti po operatorima B u /2.34/ ostati kao normalni produkti u operatorima C . Ako, ovako dobijeni izraz po 0, svedemo na normalne produkte, onda će se pojaviti izrazi koji sadrže članove

drugog reda po ϱ , tj. $\dot{\varrho} \dot{\varrho}$; $\ddot{\varrho} \varrho$, $\varrho \ddot{\varrho}$ i članovi višeg reda po ϱ .

S obzirom na aproksimaciju, koju koristimo, u članovima koji su drugog reda po ϱ zadržaćemo one koji su proporcionalni $X|\varrho|^2$, $Y|\varrho|^2$, $W|\varrho|^2$, i $T\varrho$. Odbacuju se oni članovi koji su proporcionalni ϱ^3 množeni sa X , Y , W , i članovi $|\varrho|^2$ množeni sa T . Članovi višeg reda tipa $\overset{+}{C} \overset{+}{C} C C$ ne mogu menjati harmonijski spektar pa se i oni odbacuju. Od članova koji ne sadrže isti broj kreacionih i anihilacionih operatora treba zadržati samo one koji su proporcionalni $X|\varrho|$, $Y|\varrho|$, $W|\varrho|$

T , Z , jer oni u drugoj aproksimaciji teorije perturbacija daju popravku energije, koja je proporcionalna sa ϱ .

Članovi ovog tipa, proporcionalni $X|\varrho|^2$, $Y|\varrho|^2$, $W|\varrho|^2$, $T\varrho$, $Z\varrho$, u drugoj aproksimaciji teorije perturbacija daju popravku energije proporcionalnu ϱ^3 , pa se odbacuju.

Posle ovakve procedure, uz ukazane aproksimacije, dobijamo sledeće popravke:

$$\tilde{\delta H_0} = -\frac{1}{N} \sum_{\vec{q}\vec{q}'} W_{\vec{q}-\vec{q}'} \vec{\zeta}_{\vec{q}}^* \vec{\rho}_{\vec{q}'} \quad /2.35/$$

$$\delta H_{2B} = \delta H'_{2B} + \delta H''_{2B} \quad /2.36/$$

gde je:

$$\delta H'_{2B} = \sum_{\vec{k}} \vec{\Phi}_{\vec{k}} \overset{+}{C}_{\vec{k}} C_{\vec{k}} \quad /2.37/$$

$$\Phi_{\vec{q}} = -\frac{1}{N} \sum_{\vec{q}} \left[|\vec{S}_{\vec{q}}|^2 (4Y + 4X_{\vec{q}} - 2W_0 - 2W_{\vec{q}-\vec{q}}) + \right. \\ \left. + 2(\vec{S}_{\vec{q}} \vec{S}_{\vec{q}}^* + \vec{S}_{\vec{q}}^* \vec{S}_{\vec{q}}) (X_{\vec{q}} - W_{\vec{q}-\vec{q}}) \right] +$$

$$+ \frac{4}{N^2} \sum_{\vec{q} \vec{q}'} (\chi_{\vec{q}+\vec{q}-\vec{q}'}, \vec{S}_{\vec{q}}^* \vec{S}_{\vec{q}'}, -2W_{\vec{q}-\vec{q}'}) + \frac{8\mu_B \hbar}{N} \sum_{\vec{q}} |\vec{S}_{\vec{q}}|^2$$

$$\mathcal{H}_{2B}'' = \sum_{\vec{K}} (\lambda_{\vec{K}} \vec{C}_{\vec{K}}^+ \vec{C}_{\vec{K}} + \lambda_{\vec{K}}^* \vec{C}_{-\vec{K}} \vec{C}_{\vec{K}})$$

12.38/

$$\lambda_{\vec{K}} = \frac{1}{N} \sum_{\vec{q}} \vec{S}_{\vec{q}} (X_{\vec{q}} - W_{\vec{q}-\vec{q}})$$

$$\mathcal{H}_{4B} = \frac{1}{N} \sum_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} \left[\Omega_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} \vec{C}_{\vec{K}_1}^+ \vec{C}_{\vec{K}_2}^+ \vec{C}_{\vec{K}_3}^+ C_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3} + \right. \\ \left. + \Omega_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3}^* \vec{C}_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3}^+ C_{\vec{K}_1}^- C_{\vec{K}_2}^- C_{\vec{K}_3}^- \right]$$

12.40/

$$\Omega_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} = -T_{\vec{K}} + \vec{S}_{\vec{K}_3} (2Y + 2X_{\vec{K}_1} + X_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3} + X_{\vec{K}_3} - 2W_{\vec{K}_1 + \vec{K}_3}) + \\ + \frac{2}{N} \sum_{\vec{q}} (W_{\vec{K}_1 - \vec{q}} \vec{S}_{\vec{q}}^* - X_{\vec{K}_2 + \vec{K}_3 - \vec{q}} \vec{S}_{\vec{K}_2 + \vec{K}_3 - \vec{q}}^*) - \frac{(1 + \frac{\sqrt{3}}{3})}{N} \sum_{\vec{q}} X_{\vec{q}} \vec{S}_{\vec{q}}^*$$

$$\mathcal{H}_{3B} = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} (Z_{\vec{K}_1} \vec{C}_{\vec{K}_1}^+ \vec{C}_{\vec{K}_2}^+ C_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2} + Z_{\vec{K}_1}^* \vec{C}_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2}^+ C_{\vec{K}_2}^- C_{\vec{K}_1}^-)$$

12.39/

S obzirom da su razlike $X - W$ proporcionalne $(\alpha k)^2$ i predstavljaju dopunski mali deo - parametar teorije, u formularima /2.35/ do /2.40/ možemo izvršiti sledeća uprosćavanja

$$\lambda_{\vec{K}} \sim \beta_{\vec{K}} (\alpha k)^2 \quad J_0 \sim T (\alpha k)^2$$

Pošto je $\lambda_{\vec{K}}$ faktor proporcionalan uz članove $\hat{C}^{\dagger} \hat{C}$ i $C C^{\dagger}$ doprinos od $\delta H_{2B}''$ energiji elementarnih ekscitacija bio bi reda $(\alpha k)^6$ i zbog toga ga zanemarujemo.

Osim toga, pošto je

$$X_{\vec{K}} - W_{\vec{K}} \sim J_0 (\alpha k)^2 \frac{T^2}{4(\mu_B \chi)^2} \sim T (\alpha k)^2 \rho$$

možemo uzeti da je ovo ravno nuli, jer daje poravku proporcionalnu kvadratu malog parametra.

S obzirom na ovo, $\tilde{\Phi}_{\vec{K}}$ postaje :

$$\tilde{\Phi}_{\vec{K}} = -\frac{4}{N} \sum_{\vec{q}} Y |\beta_{\vec{q}}|^2 + \frac{8 \vec{u}_0 \vec{d}}{N} \sum_{\vec{q}} |\beta_{\vec{q}}|^2 \quad /2.41/$$

Iz istih razloga $\tilde{\Omega}_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3}$ postaje

$$\tilde{\Omega}_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} = -T_{\vec{K}_1} + 2Y \beta_{\vec{K}_3} + \frac{1}{N} \sum_{\vec{q}} \tilde{\beta}_{\vec{q}}^* [2W_{\vec{K}_1 - \vec{q}} - (1 + \frac{\sqrt{3}}{3}) X_{\vec{q}}] \quad /2.42/$$

S obzirom na izvršene procene, naš hamiltonijan sa kojim ćemo dalje raditi, da bismo dobili korektni spektar energija elementarnih ekscitacija, ima oblik

$$\begin{aligned} H_{\text{eff.}} &= \sum_{\vec{K}} (\tilde{E}_{\vec{K}} + \tilde{\Phi}_{\vec{K}}) \hat{C}_{\vec{K}}^{\dagger} \hat{C}_{\vec{K}} + \\ &+ \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} (Z_{\vec{K}_1} \hat{C}_{\vec{K}_1}^{\dagger} \hat{C}_{\vec{K}_2}^{\dagger} C_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2} + \tilde{Z}_{\vec{K}_1}^* \hat{C}_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2}^{\dagger} C_{\vec{K}_2} C_{\vec{K}_1}) + \\ &+ \frac{1}{N} \sum_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3, \vec{K}_4, \vec{K}_5} \left[\tilde{\Omega}_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3} \hat{C}_{\vec{K}_1}^{\dagger} \hat{C}_{\vec{K}_2}^{\dagger} C_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3} + \tilde{\Omega}_{\vec{K}_1, \vec{K}_2, \vec{K}_3}^* \hat{C}_{\vec{K}_1 + \vec{K}_2 + \vec{K}_3}^{\dagger} C_{\vec{K}_3} C_{\vec{K}_2} C_{\vec{K}_1} \right] \end{aligned} \quad /2.43/$$

Spektar energija elementarnih ekscitacija tražićemo metodom funkcija Grina, koji je izložen u referenci [2].

Jednačina za funkciju Grina glasi

$$E \langle\langle \hat{A} | \hat{B} \rangle\rangle = \frac{i}{2\pi} \langle [\hat{A}, \hat{B}] \rangle - \langle\langle \hat{A} | [\hat{B}, \hat{A}] \rangle\rangle \quad /2.44/$$

Treba napomenuti da, za razliku od temperaturskih funkcija Grina simbol $\langle \rangle$ označava usrednjavanje po vakuumskom stanju.

Sobzirom na /2.44/ i /2.45/ za funkciju Grina $\langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{R}}^+ \rangle\rangle$ dobijamo sledeću jednačinu

$$(E - \tilde{E}_{\vec{R}} - \tilde{\Phi}_{\vec{R}}) \langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{R}}^+ \rangle\rangle = \frac{i}{2\pi} + \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\vec{k}_1} \tilde{z}_{\vec{k}_1} \langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{k}_1}^+ \hat{C}_{\vec{k}-\vec{k}_1}^+ \rangle\rangle + \quad /2.45/$$

$$+ \frac{1}{N} \sum_{\vec{k}_1 \vec{k}_2} \tilde{\Omega}_{\vec{R}_1, \vec{R}_2, \vec{R}_3} \langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{k}_1}^+ \hat{C}_{\vec{k}_2}^+ \hat{C}_{\vec{k}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}^+ \rangle\rangle \quad /2.45/$$

Za više funkcije Grina, koje se javljaju u formuli /2.45/ dobijamo sledeće jednačine

$$(E - \tilde{E}_{\vec{R}-\vec{k}_1} - E_{\vec{k}_1} - \tilde{\Phi}_{\vec{k}_1} - \tilde{\Phi}_{\vec{k}-\vec{k}_1}) \langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{k}_1}^+ \hat{C}_{\vec{R}-\vec{k}_1}^+ \rangle\rangle =$$

$$= \frac{1}{\sqrt{N}} (\tilde{z}_{\vec{R}-\vec{k}_1}^* + \tilde{z}_{\vec{k}_1}^*) \langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{R}}^+ \rangle\rangle \quad /2.46/$$

$$(E - \tilde{E}_{\vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2} - \tilde{E}_{\vec{k}_1} - \tilde{E}_{\vec{k}_2} - \tilde{\Phi}_{\vec{k}_1-\vec{k}_1-\vec{k}_2} - \tilde{\Phi}_{\vec{k}_1} - \tilde{\Phi}_{\vec{k}_2}) \langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{k}_1}^+ \hat{C}_{\vec{k}_2}^+ \hat{C}_{\vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}^+ \rangle\rangle =$$

$$= \frac{1}{N} \left(\tilde{\Omega}_{\vec{k}_2, \vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1}^* + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_2, \vec{k}_1, \vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}^* + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}^* + \tilde{\Omega}_{\vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1}^* + \right.$$

$$\left. + \tilde{\Omega}_{\vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1, \vec{k}_2}^* + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{R}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_2}^* \right) \langle\langle C_{\vec{R}} | \hat{C}_{\vec{R}}^+ \rangle\rangle \quad /2.47/$$

Treba napomenuti da su jednačine /2.46/ i /2.47/ ispustene funkcije Grina tipa $\langle\langle C|\overset{+}{C}\overset{+}{C}\overset{+}{C}\overset{+}{C} \rangle\rangle$ i $\langle\langle C|\overset{+}{C}\overset{+}{C}\overset{+}{C}\overset{+}{C}\overset{+}{C} \rangle\rangle$ iz sledećih razloga:

Ako bi pisali jednačinu za njih onda bi se funkcije Grina tipa $\langle\langle C|\overset{+}{C}\overset{+}{C} \rangle\rangle$ i $\langle\langle C|\overset{+}{C}\overset{+}{C}\overset{+}{C} \rangle\rangle$ pojavile u ovim jednačinama sa faktorom proporcionalnosti \wp , što bi, posle zamene /2.46/ i /2.47/ u /2.45/ dalo popravku energije elementarnih ekscitacija proporcionalnu \wp^2 , koja se zanemaruje.

Prema tome jednačine /2.46/ i /2.47/ date su sa potrebnom tačnošću.

Zamenom /2.46/ i /2.47/ u /2.45/ dobijamo:

$$\left\{ E - \vec{\epsilon}_K - \frac{1}{N} \sum_{\vec{k}_1} \frac{Z_{\vec{k}_1} (\overset{*}{Z}_{\vec{k}-\vec{k}_1} + \overset{*}{Z}_{\vec{k}_1})}{E - \vec{\epsilon}_K - \vec{\epsilon}_{\vec{k}-\vec{k}_1}} - \frac{1}{N^2} \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2} \left[\frac{\tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{R} - \vec{k}_1 - \vec{k}_2}}{E - \vec{\epsilon}_{\vec{k}_1} - \vec{\epsilon}_{\vec{k}_2} - \vec{\epsilon}_{\vec{k}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}} \right] \cdot \left[\begin{aligned} & \overset{*}{\tilde{\Omega}}_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{R} - \vec{k}_1 - \vec{k}_2} + \overset{*}{\tilde{\Omega}}_{\vec{k}_1, \vec{R} - \vec{k}_1 - \vec{k}_2, \vec{k}_2} + \overset{*}{\tilde{\Omega}}_{\vec{k}_2, \vec{R} - \vec{k}_1 - \vec{k}_2, \vec{k}_1} + \overset{*}{\tilde{\Omega}}_{\vec{k}_2, \vec{k}_1, \vec{R} - \vec{k}_1 - \vec{k}_2} + \\ & + \overset{*}{\tilde{\Omega}}_{\vec{k} - \vec{k}_1 - \vec{k}_2, \vec{k}_1, \vec{k}_2} + \overset{*}{\tilde{\Omega}}_{\vec{k} - \vec{k}_1 - \vec{k}_2, \vec{k}_2, \vec{k}_1} \end{aligned} \right] \right\} \langle\langle C_K | \overset{+}{C}_K \rangle\rangle = \frac{i}{2\pi}$$

$$\vec{\epsilon}_K = \tilde{\vec{\epsilon}}_K + \tilde{\vec{\Phi}}_K$$

/2.48/

Pol funkcije Grina /2.48/ dat je sa:

$$E = E_{\vec{K}} + \frac{1}{N} \sum_{\vec{k}_1} \frac{Z_{\vec{k}_1} (\tilde{Z}_{\vec{K}-\vec{k}_1} + \tilde{Z}_{\vec{k}_1})}{E - E_{\vec{k}_1} - E_{\vec{K}-\vec{k}_1}} + \frac{1}{N^2} \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2} \left(\frac{\tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}}{E - E_{\vec{k}_1} - E_{\vec{k}_2} - E_{\vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}} \right).$$

$$\left(\begin{aligned} & \tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2} + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_2} + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1} + \\ & + \tilde{\Omega}_{\vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1, \vec{k}_2} + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1} + \tilde{\Omega}_{\vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_2, \vec{k}_1} \end{aligned} \right) \quad /2.49/$$

Jednačina za energiju /E/ je implicitna i rešavaćemo je metodom iteracija.

Ako za rešenje nulte aproksimacije uzmemo $E_0 = E_{\vec{K}}$ onda je rešenje u prvoj aproksimaciji:

$$E_1(\vec{K}) = E_{\vec{K}} + \frac{1}{N} \sum_{\vec{k}_1} \frac{Z_{\vec{k}_1} (\tilde{Z}_{\vec{K}-\vec{k}_1} + \tilde{Z}_{\vec{k}_1})}{E_{\vec{K}} - E_{\vec{k}_1} - E_{\vec{K}-\vec{k}_1}} +$$

$$+ \frac{1}{N^2} \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2} \frac{\tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}}{E_{\vec{K}} - E_{\vec{k}_1} - E_{\vec{k}_2} - E_{\vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2}} \cdot \left(\begin{aligned} & \tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2} + \\ & + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_1, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_2} + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1} + \tilde{\Omega}_{\vec{k}_2, \vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1} + \\ & + \tilde{\Omega}_{\vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_1, \vec{k}_2} + \tilde{\Omega}_{\vec{K}-\vec{k}_1-\vec{k}_2, \vec{k}_2, \vec{k}_1} \end{aligned} \right) \quad /2.50/$$

Izraz /2.50/ predstavlja korektnu energiju elementarnih ekscitacija u feromagnetiku sa dipolnim interakcijama.

§7. Poredjenje rezultata

U prethodna dva paragrafa nadjeni su:

spektar elementarnih eksitacija u aproksimaciji približne druge kvantizacije /2.29/ i korektni spektar u koji su ušle popravke od članova višeg reda, koji figurisu u bozonskom hamiltonijanu sistema /2.50/. Osim toga, ako u hamiltonijanu /2.6/ odbacimo članove koji ne održavaju broj kvazi-čestica / tj. one koji su proporcionalni $T K$ / onda dobijamo spektar elementarnih eksitacija u aproksimaciji Hajtlera i Londona. Energija u ovoj aproksimaciji je:

$$E_{HL}(\vec{k}) = Y + X_k \quad /2.51/$$

U našoj teoriji javljaju se tri mala parametra, i to:

$$\frac{\theta_0}{\mu_B \hbar}, \frac{T}{\mu_B \hbar}, a^2 k^2$$

pri čemu ovaj treći dolazi od toga što posmatramo oblast malih talasnih vektora. Pošto u teoriji odbacujemo kvadrate svih malih parametara, ocigledno je da u izrazima tipa:

$$\frac{\theta_0}{\mu_B \hbar} T_k, \frac{T_k}{\mu_B \hbar} T_k, \frac{\theta_0}{\mu_B \hbar} Z_k \text{ i } \frac{T_k}{\mu_B \hbar} Z_k \quad /2.52/$$

treba zanemariti zavisnost funkcija T i Z od \vec{K} i zameniti ih njihovim vrednostima za \vec{K} jednako nuli, jer su smo onda izrazi /2.52/ linearni po malom parametru.

Uzimajući ovo u obzir, kao i činjenicu da je:

$$\vec{T}_K = \vec{B}_K, \vec{Z}_K = -\frac{1}{2} \vec{\theta}_K, \vec{W}_K = -\frac{1}{2} \vec{J}_K, \vec{X}_K = -\frac{1}{2} \vec{J}_K$$

formule /2.51/ , /2.29/ , /2.50/ možemo napisati u obliku

$$E_{HL}(\vec{R}) = \vec{\mu}_B \vec{H} + \frac{1}{2} (J_0 + J_K) + \frac{1}{2} (\beta_0 - \alpha_K) + \\ + \frac{1}{8} J_0 \left(\frac{|\theta_0|}{\mu_B \hbar} \right)^2 + \frac{3}{4} \frac{\theta_0'^2 + \theta_0''^2}{\mu_B \hbar} \quad /2.51a/$$

$$E_{PDK}(\vec{R}) = E_{HL}(\vec{R}) - \frac{|\mathcal{B}_0|^2}{2\mu_B \hbar} \quad /2.29a/$$

$$E_c(\vec{R}) = E_{HL}(\vec{R}) - J_0 \left(\frac{|\mathcal{B}_0|}{\mu_B \hbar} \right)^2 - \frac{1}{2} \frac{|\theta_0|^2}{\mu_B \hbar} - \\ - \frac{3}{2} \frac{J_0}{\mu_B \hbar} \left[\frac{2+\sqrt{3}}{18} |\mathcal{B}_0|^2 + \frac{1+\sqrt{3}}{6} (\mathcal{B}_0^2 + \mathcal{B}_0^{*2}) \right] \quad /2.50a/$$

Kao što vidimo i metod približne drge kvantizacije i korekstan izraz za energiju daju smanjenu energiju u odnosu na energiju koju daje Hajtler-Londonova aproksimacija, što fizicki znači da se efekat neodržanja kvazičestica održava na taj način što populacija kvazičestica raste.

Popravljena energija osnovnog stanja, koju daje korekstan prilaz ovom problemu, data je sledećom formulom

$$\begin{aligned} H_{oc} = & -N \left[\frac{1}{2} \vec{\mu}_B \vec{\mathcal{H}} + \frac{1}{8} J_0 + \frac{1}{8} g_0 + \right. \\ & \left. + \frac{1}{16} \frac{|J_0|^2}{\mu_B \hbar} \left(2 \frac{g'_0 B'_0 - g''_0 B''_0}{|J_0||B_0|} - 1 \right) - \frac{B_0^2 + \tilde{B}_0^2 - |B_0|^2}{4 \mu_B \hbar} - \right. \\ & \left. - \frac{1}{8} J_0 \frac{|B_0|^2}{(\mu_B \hbar)^2} \right] \end{aligned} \quad /2.53/$$

Z A K L J U C A K

Izvršena analiza dovela nas je do korektnog spektra elementarnih ekscitacija u feromagnetiku sa dipolnim interakcijama i do korektnog izraza za energiju osnovnog stanja.

Iz same analize se vidi da smo do ovih rezultata mogli da dodjemo isključivo za to što se pretpostavilo da spinski talasi imaju velike talasne dužine i da se feromagnetik nalazi u jakom spoljašnjem magnetnom polju. Ove dve pretpostavke da-le su nam dovoljan broj malih parametara po kojima se teorija može izvesti sa željenom tacnošću. U slučaju da je spoljasnje magnetno polje jednako nuli i da su kvaziimpulsi spinskih talasa veoma veliki rezultati bi se bitno razlikovali od ovde dobivenih rezultata. Pored toga, za ovaj slučaj, pitanje razvijanja koliko-toliko, tacne teorije ostaje potpuno otvoreno, jer napred pomenute male parametre više nemamo.

Dobiveni rezultati omogućuju da se, pod pomenutim uslovima, ispitaju i druge magnetne osobine, osim već ispitanih, a to su: Problem vezanih stanja, problem interakcije spinskih talasa i problem temperature prelaza feromagnetika u paramagnetu fazu.

Treba, na kraju, naglasiti da se slična procedura može primeniti i na feromagnetike sa spinom većim od $S = \frac{1}{2}$, ali uz teškoće koje su više matematičkog nego principijelnog karaktera.



LITERATURA

- [1] T. Holstein, H. Primakoff: Phys. Rev. 58, 1098 /1940/
- [2] С. В. ТЯБЛИКОВ : „МЕТОДЫ КВАНТОВОЙ
ТЕОРИИ МАГНЕТИЗМА” „НАУКА” МОСКВА 1965
- [3] В. М. АГРАНОВИЧ, B.S.Tošić: ЖТФ 53, 149 /1967/
- [4] B.S.Tošić: Phys. Stat. Sol. /1971/
- 5. Đ. Mušicki: Uvod u teorijsku fiziku II
- 6. С. В. ВОНСОВСКИЙ, Я. ШУР: „ФЕРРОМАГНЕТИЗМ”,
ГОСТЕХИЗДАТ, МОСКВА-ЛЕНИНГРАД 1948