Ⅱ 高エネルギー中性子散乱と Condensate

阪大工 一柳正和

(8月1日受理)

§1 序

液体He⁴ での高エネルギー中性子散乱の研究は,He⁴ atom の運動量分布の知識を得る目的で盛んに行なわれるようになった。今,momentum transfer をħk, energy transfer をħω とすると,中性子散乱の resolution は $\frac{1}{k}$ 程度となる。粒子間距離を λ_{int} として, $\lambda_{int} \gg \frac{1}{k}$ なる高エネルギー中性子散乱では Millerたち⁽¹⁾や Hohenberg たち⁽²⁾ が論じたように散乱は独立粒子モデルで扱ってよい (Impulse Approx. = I A)。このような kにたいしては構造因子 S k) ~ 1 である。

散乱断面積 S (k,ω)は, IA では

$$S(k, \omega) = n_{0} \delta (\omega - \omega_{0}) + \sum_{p \neq 0} n_{p} \delta (\omega - \omega_{0} - \frac{\hbar^{2}}{m} p \cdot k), \quad (1)$$
$$\omega_{0} = \frac{\hbar^{2} k^{2}}{2m},$$

となる。 np は He⁴ atom の運動量分布関係である。液体 He⁴ での粒子間の相互作用 をとり入れると、一番簡単な近似で、第一項は condensate にあった粒子が中性子によ りたゝきだされそれが depletion の粒子と衝突することで巾が決まる。 第二項の方は Doppler shift により巾が決まるとしてよい。今、それぞれの巾を $\Delta \omega$, $\Delta \omega$ とする と

$$\Delta \omega_{0} \sim \frac{\hbar k}{m} n \sigma$$
, $\Delta \omega \sim \frac{k \operatorname{Prot}}{m} \sim 5 \Delta \omega_{0}$ (2)

程度となる。但し、 σは He - He 散乱断面積, P_{rot}は roton min の momentum である。したがって condensate の部分の方がより鋭い peak となっていることが予測 される。 一柳正和

§2 実験結果

(A) Cowley-Woodsの実験⁽³⁾

Cowley と Woods の実験は $k \sim 9 \text{ Å}^{-1}$ 程度までのものであり、§1で述べた IAの有効な範囲には達していない。したがって、Cowley たちの実験結果から condensate peak を得ることは困難である。この実験は、しかしながら次のような注目す べきことを提示している。

- ① 散乱 peak の位置はω。より小さく、しかも k とともに振動する。このようすはHeI でも本質的に同じでつる。
- ② エネルギー巾の方も、kの変化にともなって振動する。
- ③ S(k,ω)のω変化はHeIIの方がより鋭くなり Gauss 型からのずれが大きくなる。

Fig.1 に示すように、 peak の位置とエネルギー巾の変化は強い相関を示している。



第1図

-122-

(B) Harlingの実験⁽⁴⁾

Harling は momentum transfer が 20.3 Å⁻¹ までの散乱実験を行った。このような大きさの k に対して, はたして I A が有効かどうかはまだ確定的でない。実際, Sears⁽⁵⁾の解析では k ~ 20 Å⁻¹としても I A からのずれは 20%位あり, I A の結果をもとにして no の estimation を行っても正確さには限度がある。この点を考慮に入れて, Harling は Puff-Tenn 理論により no = (8.8±1.3)%を得た。この他に, 彼は次の結果を得た:

① $k \ge 9 \stackrel{\circ}{A}^{-1}$ にたいして、 peak の位置は ω_0 であるが、正確には1%低い方にずれて いること(Fig. 2, Fig. 3, Fig. 4)

② エネルギー巾は Doppler shift だけでは十分に説明できない。(Fig.5)





第2図

-123-



FIG.3. Least-squares fits of one-parameter PT theory to a scattering peak at 4.20°K. Data in the left-hand part of figure have been shifted toward higher $\hbar \omega$ by ~1%. Values obtained for the fitting parameter, K/N, are 14.57 \pm 0.77 and 14.22 \pm 0.64 °K, respectively, for the unshifted and shifted data. The initial energy $E_1 = 171.3$ meV, $\Theta = 154.3^\circ$, and κ at the peak centroid is 14.3 Å⁻¹.

第3図

-124 -







一柳正和



FIG. 5. Full width at half-maximum versus temperature for the neutron scattering peaks $\Theta = 154.3^{\circ}$. Hollow circles are for E = 171.5 meV experiments, solid circles represent energy widths for $E_1 = 343$ meV which have been adjusted for the higher κ used by dividing the measured widths by $\sqrt{2}$. This figure also shows the temperature dependence of the widths which have been computed from Eq. (4).

第5図

§ 3 理

(I) Jackson⁽⁶⁾, T = 0 K

論

Jackson は Feynman 型の準粒子をkの大きいところでも仮定しT= 0 %のS(k, ω) の形を self - consistent Born approx. で求めた。すなわち density fluctuation ρ_k を

$$\rho_{\mathbf{k}} = \left(\mathbf{N} \mathbf{S} \left(\mathbf{k} \right) \right)^{\frac{1}{2}} \left(\mathbf{a}_{\mathbf{k}}^{*} + \mathbf{a}_{-\mathbf{k}} \right)$$

(3)

とし quasi – particle間の相互作用を決定し — までの過程を self-consistentに扱い, $S(k,\omega)$ を求めた。得られた $S(k,\omega)$ は次の諸特徴をも つ: $k \gg 1$ として

① S(k, ω) のピークは自由粒子のエネルギーと一致する。

② エネルギー巾は k に比例し、ピークの高さは k⁻¹ に比例する。

③ ω の関数としてのS(k, ω)はLorentianよりも鋭いピークを示す。

高エネルギー中性子散乱とCondensate これらの点は、Hohenberg たちの予想をある程度基礎づけるものであるが、一方では (1)の第一項を Gauss 型 で整理することは少し疑問であることを示している。

$$(II) \quad \text{Sears}^{(5)}, \quad T \neq 0 \quad \text{`K}$$

Sears は $Gram - Charlier の級数展開を用いて S(k, <math>\omega$)の形を決めることを試みた。この方法では S(k, ω)のモーメントを計算することが必要となる;

$$S_{m}(k) = \int_{-\infty}^{\infty} (\omega - \omega_{0})^{m} S(k, \omega) d\omega \qquad (4)$$

として

$$(k)_{n} = \frac{2}{n!} \sum_{m=0}^{n} a_{nm} \frac{S_{m}(k)}{(2 \alpha)^{m}}$$
 (5)

と定義する。こおとき、S(k,ω)は次のように展開される。

$$S(k\omega) = \frac{1}{2\sqrt{\pi}\alpha} \exp\left\{-\left(\frac{\omega-\omega_{0}}{2\alpha}\right)\right\} \sum_{n=0}^{\infty} \varepsilon_{n}(k) H_{n}\left(\frac{\omega-\omega_{0}}{2\alpha}\right).$$
(6)

たゞし、 $\alpha = \left\{ \frac{1}{2} S_2(k) \right\}^{\frac{1}{2}}$ であり、 $H_n(x) = \sum_{m=0}^n a_{nm} x^m$ から係数 a_{nm} を決定する。

Sears は m = 6 まで計算し、 k → ∞ では S (k, ω) は I A の計算が有効であること がわかる。⁽⁷⁾ Sears は、第二論文で温度と interference の 効果を論じ、S (k, ω) は T < T_λ では T > T_λ のより鋭いピークとなることを示すと同時に、 ピークの位置は free – particle energy より 1%位ずれることを示した。 Harling⁽⁴⁾ は彼の実験の 解析にあつて、この点を重視した。

この方法では m=6以上を計算することは困難であり, m=4以上は物理的にも理 解しにくい量を含むなどの難点がある。純数学的には, mを大きくすることで精度が必 ずしもよくなるものではないことも分っている。

エネルギー巾の k-dependence は求められているが、 n。を知る方法にはならない。 ① n = 4 までとすると S(k, ω)は asymmetric となる。



-127 -

-柳正和

(III) Puff-Tenn⁽⁸⁾,
$$T \neq 0$$
 K

Hohenberg たちの理論を発展させて、 n_o の estimation を最初に試みたのが Puff たちである。彼らは IA での δ – 開数の巾を決めるのに、次の三つの sum sule を用 いた;

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\mathrm{d}\,\omega}{2\,\pi} \,\mathrm{S}\left(\mathbf{k}\,,\omega\right) = \,\mathbf{1} \tag{7}$$

$$\frac{1}{2} \int_{-\infty} \frac{\mathrm{d}\,\omega}{2\,\pi} \,\omega \,\mathrm{S}(\mathbf{k},\omega) = \omega_{0} \tag{8}$$

$$\frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\mathrm{d}\,\omega}{2\,\pi} \,\omega^2 \,\mathrm{S}(\mathbf{k},\omega) \cong \omega_0 \,\left(\,\omega_0^2 + 4\,\omega_0\,\frac{<\mathrm{K}}{\mathrm{N}}\right) \tag{9}$$

 $\frac{\langle K, E \rangle}{N}$ は一粒子当りの運動エネルギーの平均値である。 Puff たちは大きな k にたいして S(k, ω)を次のように二個の Gauss 分布と仮定した。

$$S(k,\omega) = 2 \frac{n_0}{n} \sqrt{\frac{\pi}{\tau_1 \ (k)}} \left\{ e^{-\frac{(\omega - \omega_0)^2}{\tau_1}} - e^{-\frac{(\omega + \omega_0)^2}{\tau_1}} \right\} + 2 (1 - \frac{n_0}{n}) \sqrt{\frac{\pi}{\tau_2 \ (k)}} \left\{ e^{-\frac{(\omega - \omega_0)^2}{\tau_2}} - \frac{(\omega + \omega_0)^2}{\tau_2} \right\}$$
(10)

ただし

$$r_{1}(\mathbf{k}) = \omega_{0} \frac{1}{2\ell_{n}2} \frac{(\mathbf{n}\sigma)^{2}}{\mathbf{m}},$$

$$r_{2}(\mathbf{k}) = \left(\frac{8}{3} \frac{\langle \mathbf{K} \cdot \mathbf{E} \rangle}{\mathbf{N}} - \frac{\mathbf{n}_{0}}{\mathbf{n}} \frac{1}{2\ell_{n}2} \frac{(\mathbf{n}\sigma)^{2}}{\mathbf{m}}\right) \omega_{0} \left(1 - \frac{\mathbf{n}_{0}}{\mathbf{n}}\right)^{-1}$$

Puffたちは (10)式を用いて Harlingのデーターを解析し、 $n_{9'n} = 0.06 \pm 0.03$, $\frac{\langle K \cdot E \rangle}{N} = 13.5$ °Kを得た。この理論で、condensate peak の巾とその他の部分 の巾を決める機構が異なるとしていることは Bogol i ubov に従って $a_0 = a_0^* = const$. とした事に対応する。すなわち、condensate peakの巾は



-128-

で決まり、その部分の巾は



(12)

で決まることになる。

(Ⅳ) Kerr-Pathak-Singwi⁽⁹⁾, P≠0 K

 $S(k,\omega)$ は density response function $\chi(k,\omega)$ で書けることに注意し, Kerr たちは mean field theory の立場で高エネルギー中性子散乱を論じた。今, $\psi(k)$ を effective potential とすると

$$\chi(\mathbf{k},\omega) = \frac{\chi_{s}(\mathbf{k},\omega)}{1-\psi(\mathbf{k})\chi_{s}(\mathbf{k},\omega)}$$
(13)

と仮定する。Kerrたちはkが大きい($\gtrsim 9 \stackrel{\circ}{A}^{-1}$)ところでは ψ (k) = 0とし、 χ_s (k, ω)をもとめた。

$$-S(\mathbf{k}, \boldsymbol{\omega}) \propto \chi_{s}^{"}(\mathbf{k}, \boldsymbol{\omega}) = -\frac{\pi}{\hbar} \sum_{\mathbf{p} = \mathbf{p}} \left[\pi \Gamma(\mathbf{k}) \right]^{-\frac{1}{2}} \times \left\{ e^{-\frac{(\boldsymbol{\omega} - \boldsymbol{\omega}_{\mathbf{p} + \mathbf{k}} + \boldsymbol{\omega}_{\mathbf{p}})^{2}}{\Gamma(\mathbf{k})} - e^{-\frac{(\boldsymbol{\omega} + \boldsymbol{\omega}_{\mathbf{p} + \mathbf{k}} - \boldsymbol{\omega}_{\mathbf{p}})^{2}}{\Gamma(\mathbf{k})}} \right\}$$
(14)

ここで $\Gamma(\mathbf{k})$ は $\chi(\mathbf{k}, \omega)$ に対する三個の sum rules を用いて決める:

$$\frac{3\mathrm{m}}{2} \frac{\Gamma(\mathrm{k})}{\mathrm{k}^2} + \mathrm{n}\,\psi(\mathrm{k}) = \frac{\mathrm{n}}{\mathrm{k}^2} \int \mathrm{d}^3 \,\mathrm{x}\,\mathcal{G}(\mathrm{x})\,(1 - \cos\,\mathrm{k}\,\mathrm{x})\,(\widehat{\mathrm{k}}\,\nabla)^2\,\mathrm{V}(\mathrm{x})\,. \tag{15}$$

9 k は動径分布, V (x) は粒子間 potentiel である。

この理論の特徴は condensate の方もその他の部分の方も 同一の巾をもっている点で ある。更に(14式は S(k,ω)のピークがω。からどのようにずれるかをも示している。彼 らは、このピークのズレを具体的に求め実験し比較している。

一柳正和

Gersch たちは IA の結果の補正を行い、① condensate peak の巾は $k^{\frac{1}{2}}$ に比例すること。② n。は max. 3% 位であると結論している。

TABLE IV. Values of "false condensate" obtained by using two-parameter model to fit the helium data above T_{1} .

Unshifted data		Data shifted 1%	
Т (°К)	$ ho_o/ ho$ (%)	<i>Т</i> (° К)	$\rho_o/\rho(\%)$
4.20	2.38 ± 1.4	4.20	2.45 ± 1.1
3.83	-1.37 ± 2.5	3.83	-2.16 ± 2.3
3.16	2.89 ± 2.8	3.16	4.36 ± 2.2
3.00	5.05 ± 2.5	3.00	3.75 ± 2.2
2.62	5.83 ± 2.2	2.62	5.31 ± 1.8
2.30	4.88 ± 1.7	2.30	5.47 ± 1.5



FIG. 6. Raw TOF scattering data for liquid helium at

4.20 and 1.27 °K. Backgrounds have been subtracted and areas under both peaks have been made equal. The instrumental resolution FWHM is represented by the bar near the middle of the peaks.

第6図

-1 30 -

高エネルギー中性子散乱とCondensate

参考文献

1) A.Miller et al,	Phys. Rev. 127 ('62), 1452.
2) P.C.Hohenberg et al,	Phys. Rev. 152 ('66), 198.
3) R.A.Cowley et al	Can. J. Phys. 49 ('71), 177.
4) O.K.Harlirg	Phys. Rev. A3 ('71) 1073.
5) V.F.Sears	Phys. Rev. 185 ('69), 200, ibid A1 ('70), 1699.
6) H.W.Jackson	Phys. Rev. 185 ('69), 185.
7) G.Sposito	Phys. Rev. A3 ('71), 820.
8) R.D.Puff et al	Phys. Rev. A1 ('70), 125.
9) W.C.Kerr et al	Phys. Rev. A2 ('70), 2416, ibid A4 ('71), 2413.
10) H.A.Gersch	Phys. Rev. A4 ('71), 281, ibid A5 ('72), 1547.

X スピンのブラウン運動

(9月4日受理)

阪大・教養 植山 宏

1. 一定の外部磁場と乱雑に揺動している局所磁場の中でのスピンの運動

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \mathbf{M}(t) = \mathbf{r} \mathbf{H}_{0} \times \mathbf{M} + \mathbf{r} \mathbf{H}'(t) \times \mathbf{M}$$
(1)

を考える。この問題はスピン緩和のモデルとして既に多くの人によって論じられている $^{(1)}$ 久保・橋爪両氏 $^{(1)}$ は、この問題をLangvin eq.の考えより論じた。即ち、乱雑な力は必 然的に散逸を生じるという一般原則より、Bloch及び関連するFokker-Planck eq. が導かれている。最近、Langevin eq.の一般論が展開されている $^{(2)}$ ので、その一つの