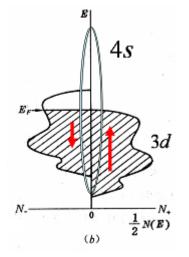
### 能带概念(自旋电子学相关)

### ▶自旋极化载流子:

$$P = \frac{N_{\uparrow} - N_{\downarrow}}{N_{\uparrow} + N_{\downarrow}} \neq 0$$



	Fe	Co	Ni
P(%)	40	34	11

### > 自旋相关散射:

	Fe	Co	$Ni_{80}Fe_{20}$
$\lambda_{\uparrow}(\mathrm{nm})$	1.5	5.5	4.6
$\lambda_{\downarrow}(nm)$	2.1	0.6	0.6

> 自旋驰豫: 达到微米级。作为对比, 动量驰豫是纳米级。

# 3.5 反铁磁性的"分子场"理论

在很长一段时间内,人们只知道抗磁性、顺磁性和铁磁性的存在,是在对铁磁性的深入研究中,20世纪30~50年代,才又相继先从理论上认识到了反铁磁性和亚铁磁性的存在,并得到实验事实的证实。对它们的理论和实践研究极大地丰富了自发磁化理论,使我们对自发磁化的起因有了更加全面的认识。

- 一. 定域分子场理论与反铁磁性的发现
- 二. 反铁磁性的分子场理论
- 三. 反铁磁自旋波

参考姜书2.1; 2.2节p70-83

# 一."定域"分子场理论与反铁磁性的发现

与铁磁性不同,反铁磁性是 Neel 在使用"定域分子场" 概念过程中首先从理论上预言的,1936年他从理论上预言 了反铁磁体结构及磁化率随温度变化的特征现象,1938年 Bizette, Squire 和蔡柏龄等人在 MnO 中观察到了这一预期 的现象,测出的转变温度为116 K, 1938年 Bitter 进一步发 展完善了这一理论,并命名这类物质为反铁磁物质。直到 1949年 Shull 用中子衍射方法证实了MnO具有 Neel 所预期 的磁结构以后, 反铁磁性才得到完全的肯定。正是基于 "反铁磁性和亚铁磁性的基本研究和发现"Neel获得了 1970年的Nobel物理学奖。这个基本事实被新近出版的一 些教材所忽视, 应予恢复。

## 背景知识

Weiss分子场理论把分子场看作是存在于铁磁物质中的均匀场,Heisenberg指出是原子间的交换作用产生了分子场,这种交换作用是短程的,只和最近邻原子有关,所以对于两种无规分布的原子A和异类原子B组成的铁磁合金来说,每种原子的环境是完全不同的,再使用统一的分子场显然是不合适的,为此,1932年Neel提出了"定域分子场"的概念,即分别作用在 A 和 B原子上的分子场:

$$\overrightarrow{H}_{mA} = \lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{B} + \lambda_{AA} \overrightarrow{M}_{A}$$

$$\overrightarrow{H}_{mB} = \lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{A} + \lambda_{BB} \overrightarrow{M}_{B}$$

在保留分子场理论简明性的基础上求出了AB类型合金磁化率的表达式,其系数和A、 $B两类原子的相对数量及两种原子自身的居里常数<math>C_A$ 、 $C_B$ 有关。

### 特别重要的是

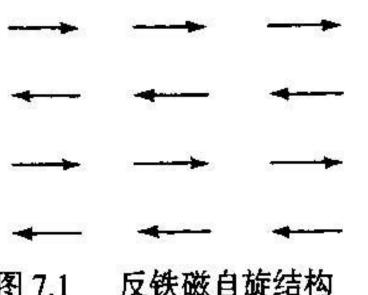
这里得出的  $\frac{1}{\chi} \sim T$  曲线不再是直线,而是双曲线。其结果很好地解释了Pt-Co合金的性质,1934年Neel又用"定域分子场"模型解释了Fe-Co,Fe-Ni,Co-Ni 合金的性质。

完全不同于普通顺磁性的磁化率双曲线形式虽很快被实验证实,Neel的"定域分子场"理论未被当时的学术界所接受,1936年Neel执着地继续用"定域分子场"概念处理了由磁化强度分别为 $M_A$ 和 $M_B$ 的两个次点阵 A 和 B 组成的系统,并假定:

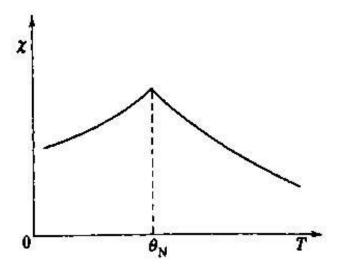
$$H = 0, T \rightarrow 0K, \overrightarrow{M}_A = -\overrightarrow{M}_B$$

他得出的结果是:两种次点阵的反平行自发磁化应在某一温度  $T_N$ 时消失,由此他发现了一类新的磁性物质,这类物质的特点是:

近邻自旋由于交换作用而反平行排列,它们的磁矩因而 相互抵消。所以它不产生自发磁化磁矩,在外磁场中只显出 现很微弱的磁性(数值上类似顺磁性)。但与顺磁体不同的 是自旋结构的有序化,如左下图所示。它最大特征是其磁化 率温度关系有一个极大值。



反铁磁自旋结构



反铁磁材料磁化率的温度依赖性 图 7.2

当施加外磁场时,由于自旋间反平行耦合的作用,正负自 旋转向磁场方向的转矩很小,因而磁化率很小。随着温度升高, 有序的自旋结构逐渐被破坏,磁化率增加,这与正常顺磁体的 情况截然相反。然而在某个临界温度以上,自旋有序结构完全 消失,变成通常的顺磁体,因而磁化率在临界温度显示出一个 尖锐的极大值,这是该类物质特有的表现。

1938年在MnO中发现了这样形状的磁化率温度关系,证实了 Neel 的推论。同年Bitter进一步发展了Neel理论,并命名这类磁性为反铁磁性。Phys.Rev.54,79(1938)

反铁磁体的临界温度,后来根据 Gorter 的建议被称为"奈耳温度"(Neel temperature),从物理意义上理解,它和居里温度性质是一样的,都是自发磁化消失的温度,我们要注意不同文献中名称使用的习惯差别。

以上参考 1970年Neel的讲演:磁性和定域分子场

**1938**年Squire ,Bizette和蔡柏龄等人在 MnO 中观察到了这一预期的现象 C.R.Ac.Sci.207,449(1938)

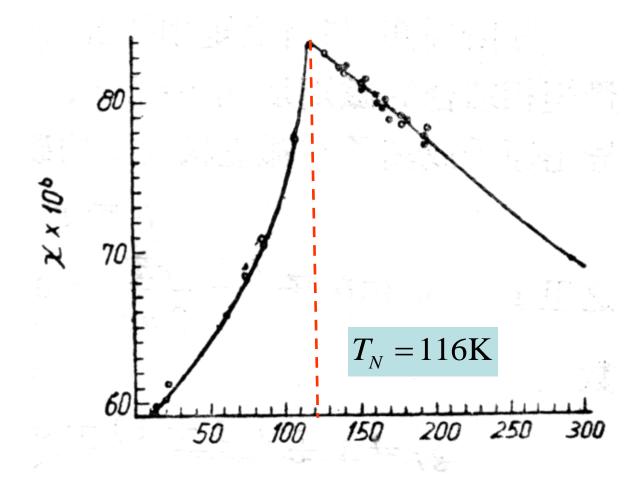


图 3.4 MnO (粉末状样品)的磁化 率对温度的实验曲线.

对于反铁磁性物质的发现, Neel自己的评价是中肯的:

- "从理论观点来看是很有意义的,但在实际应用中并未有特殊价值。"不过,由反铁磁性的研究引出对亚铁磁性的认识,却给磁性材料和磁性应用带来了巨大的推动作用。
- 1.2节中曾给出一些反铁磁化合物,这里再例举一些反铁磁金属和合金。

	α-Mn	γ-Mn	Cr单晶	Cr多晶	γ-Fe	MnFe
$T_{ m N}$	95K	390	312	~500	~40	490
	复杂 结构	面心 四方	bcc	bcc	fcc	

心得:海森伯直接交换作用中,如果交换积分为负,相邻原子自旋磁矩就会反平行排列,但是当时并没有预计到这种反平行排列会是一种新的磁性类型,是Neel预见到了反平行排列带来了完全不同于铁磁性的性质。

反铁磁自旋有序首先由Shull和Smart利用中子衍射实验在MnO 上证实。MnO的晶体结构是Mn离子形成面心立方晶格,O离子位 于每个Mn-Mn对之间。从中子衍射线,超过奈耳点的室温衍射图 与奈耳点以下80 K温度的衍射图比较,看到低于奈耳点的衍射图 有额外的超点阵线,通过分析得到反铁磁的磁结构。

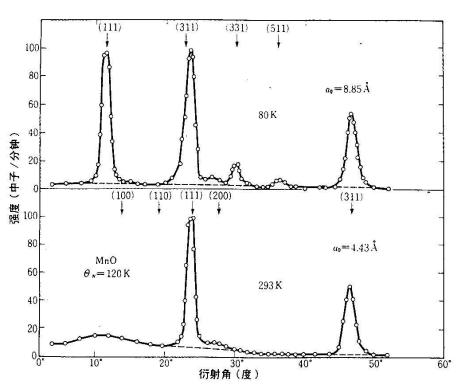


图 7.4 在低于和高于 Néel 点 120 K 的温度下 MnO 粉未样品上观察到的中子衍射线(引自 Shull 和 Smart<sup>1</sup>)

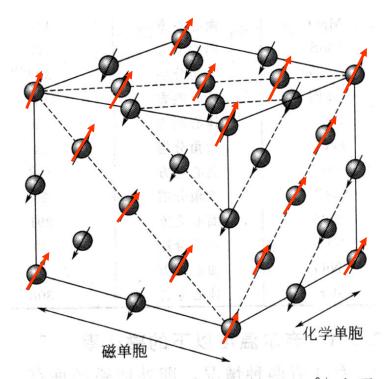
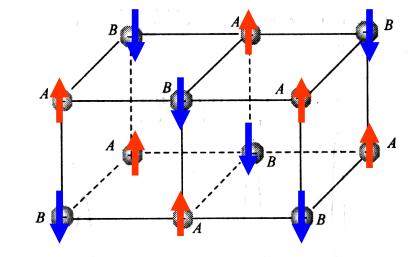
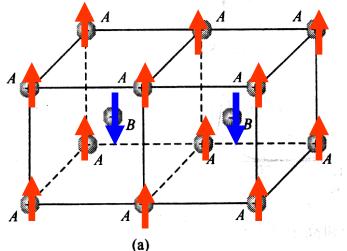


图 18 氧化锰 (MnO) 里  $Mn^{2+}$  离子的自旋有序排列。由中子衍射所确定,图中未给出  $O^{2-}$  离子。

### 二。反铁磁性的分子场理论

考虑磁化强度分别为 $M_A$ 和 $M_B$ 两个次点阵A、B 组成的系统,例如简立方和体心立方晶体的情形:





A、B两个次晶格,互为最近邻,是最近邻相互作用占主导地位时的情况。

这种结构的最大特点是: A、B 点阵互为最近邻, 次近邻是同点阵的原子, Neel 假定:

$$H = 0, T \rightarrow 0K, \overrightarrow{M}_A = -\overrightarrow{M}_B$$

所以作用在A、B点阵上原子的分子场可以写作:

$$\begin{cases}
\overrightarrow{H}_{mA} = -\lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{B} - \lambda_{AA} \overrightarrow{M}_{A} \\
\overrightarrow{H}_{mB} = -\lambda_{BA} \overrightarrow{M}_{A} - \lambda_{BB} \overrightarrow{M}_{B}
\end{cases}$$

如假定A、B位上为同种原子,则:

$$\lambda_{AA} = \lambda_{BB} = \lambda_{ii}$$
  $\lambda_{AB} = \lambda_{BA}$ 

**0** K两个次点阵磁化强度反平行的假定,要求  $\lambda_{AB} > 0$  , 次近邻的分子场系数可正可负,这里假定:  $\lambda_{ii} < 0$  所以,最近邻和次近邻产生的分子场是同方向的。

按照Weiss分子场理论,两个次点阵的磁化强度可以写作:

$$\begin{cases}
\overrightarrow{M}_{A} = \frac{1}{2} N g_{J} J \mu_{B} B_{J} (\alpha_{A}), & \alpha_{A} = \frac{\mu_{0} J g_{J} \mu_{B}}{k_{B} T} (\overrightarrow{H} + \overrightarrow{H}_{mA}) \\
\overrightarrow{M}_{B} = \frac{1}{2} N g_{J} J \mu_{B} B_{J} (\alpha_{B}), & \alpha_{B} = \frac{\mu_{0} J g_{J} \mu_{B}}{k_{B} T} (\overrightarrow{H} + \overrightarrow{H}_{mB})
\end{cases}$$

这里N是单位体积的原子数, $B_{J}(\alpha)$ 是布里渊函数

$$B_{J}(\alpha) = \frac{2J+1}{2J} \coth(\frac{2J+1}{2J}\alpha) - \frac{1}{2J} \coth\frac{\alpha}{2J}$$

体系的总磁化强度:  $\overrightarrow{M} = \overrightarrow{M}_A + \overrightarrow{M}_B$ 

T=0 K,M=0,下面我们分别求出T≠0 K的情况。

# 1. 自发磁化消失的温度

外磁场为零,高温情形,即:

$$H=0, \ \alpha <<1 \qquad B_{J}(\alpha) \approx \frac{J+1}{3J}\alpha$$

$$\begin{cases}
\overrightarrow{M}_{A} \simeq \frac{N}{2} g_{J} J \mu_{B} \frac{J+1}{3J} \frac{\mu_{0} g_{J} J \mu_{B}}{k_{B} T} H_{mA} \simeq \frac{C}{2T} \left( -\lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{B} - \lambda_{ii} \overrightarrow{M}_{A} \right) \\
\overrightarrow{M}_{B} \simeq \frac{N}{2} g_{J} J \mu_{B} \frac{J+1}{3J} \frac{\mu_{0} g_{J} J \mu_{B}}{k_{B} T} H_{mB} \simeq \frac{C}{2T} \left( -\lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{A} - \lambda_{ii} \overrightarrow{M}_{B} \right)
\end{cases}$$

$$\sharp \dot{\mathbf{P}}: \quad C = \frac{\mu_{0} N g_{J}^{2} J \left( J+1 \right) \mu_{B}^{2}}{3k_{B}} = \frac{\mu_{0} N \mu_{J}^{2}}{3k_{B}}$$

$$\underline{\mathfrak{E}} \Xi \vec{h}; \quad \hat{\mathbf{T}}: \quad \begin{cases}
\left( 1 + \frac{C}{2T} \lambda_{ii} \right) \overrightarrow{M}_{A} + \frac{C}{2T} \lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{B} = 0 \\
\frac{C}{2T} \lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{A} + \left( 1 + \frac{C}{2T} \lambda_{ii} \right) \overrightarrow{M}_{B} = 0
\end{cases}$$

方程有解的条件是其系数行列式为零。由此给出:

$$T = \frac{C}{2} \left( \lambda_{AB} - \lambda_{ii} \right) = T_N$$

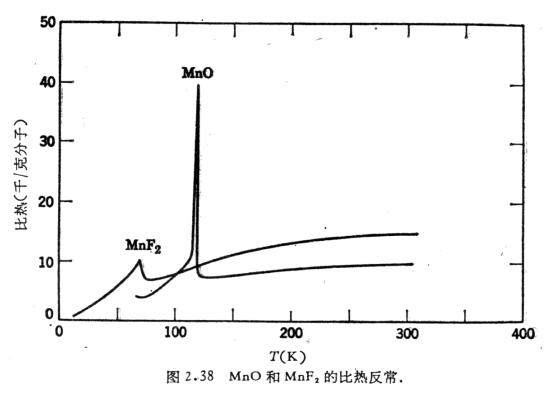
当温度高于这个临界温度时, $M_A$ , $M_B$ 同时为零。

这是自发磁化消失的温度,后称作Neel 温度。

 $T_{\rm N}>0$ 的条件是:  $\lambda_{\rm AB}>\lambda_{ii}$ 

最近邻的分子场系数 $\lambda_{AB}$ 越大,次近邻的分子场系数 $\lambda_{ii}$ 越小,Neel 温度越高。

Neel 还指出,同铁磁体在自发磁化消失的居里温度会发生反常的行为一样,反铁磁体在这个温度也会发生类似比热反常等行为。



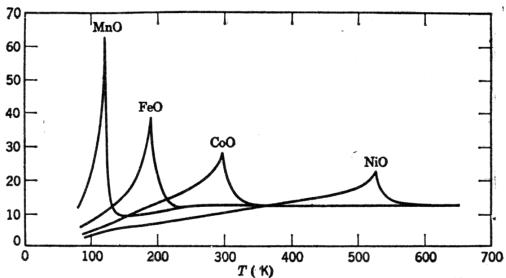


图 2.39 MnO, FeO, CoO 和 NiO 的热膨胀系数.

反铁磁体的比热和热膨胀系数在  $T_N$  附近都有明显的反常现象,都证实了Neel 的预见。

### --二类相变

### 2. 高温下的顺磁磁化率

$$H \neq 0$$
,  $T > T_N$ ,  $\alpha << 1$ 

$$\begin{cases}
\overrightarrow{M}_{A} \simeq \frac{C}{2T} \left( \overrightarrow{H} - \lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{B} - \lambda_{ii} \overrightarrow{M}_{A} \right) \\
\overrightarrow{M}_{B} \simeq \frac{C}{2T} \left( \overrightarrow{H} - \lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{A} - \lambda_{ii} \overrightarrow{M}_{B} \right)
\end{cases}$$

$$M = M_{A} + M_{B} = \frac{C}{2T} \left( 2H - \lambda_{AB} M - \lambda_{ii} M \right)$$

$$\chi = \frac{M}{H} = \frac{C}{T} \left( 1 - \frac{\lambda_{AB} + \lambda_{ii}}{2} \frac{M}{H} \right)$$

$$\therefore \chi = \frac{C}{T + \frac{C}{2} \left( \lambda_{AB} + \lambda_{ii} \right)} = \frac{C}{T + T_{P}}$$

$$T_{P} = \frac{C}{2} \left( \lambda_{AB} + \lambda_{ii} \right)$$

给出了与铁磁体不同的居里-外斯定律表达式。

# 从磁化率温度关系上可以明显地看出这是与顺磁性,铁磁性不同的一类新的磁性。

这里出现了一个有意思的结果:

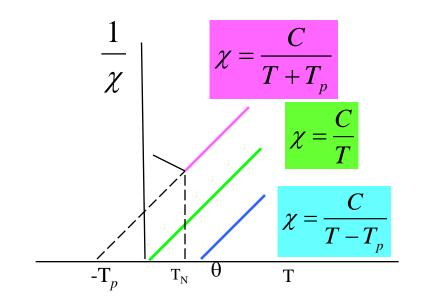
$$\frac{T_p}{T_N} = \frac{\lambda_{AB} + \lambda_{ii}}{\lambda_{AB} - \lambda_{ii}}$$

更仔细的讨论发现,这个表 达式只是在:

$$\lambda_{ii}/\lambda_{AB} < \frac{1}{2}$$

条件下成立。当 $\lambda_{ii}$ 变得很大时,

两个次晶格的状态不稳定,而要分成四个或更多的次晶格。



# 3. 低于转变温度时磁化率 $T < T_N$ , $H \neq 0$ ,

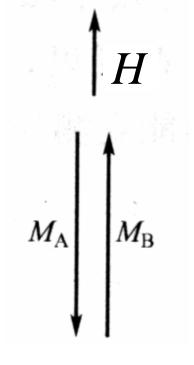
### a. 外磁场方向与自旋轴平行的 磁化率 $\chi_{\prime\prime}$

假定外磁场方向与 $M_{\rm B}$ 一致, $M_{\rm A}$ 与磁场方向相反,为负值。 在不加外磁场,  $H=0,\ M_{\scriptscriptstyle A}=-M_{\scriptscriptstyle B}=M_{\scriptscriptstyle 0}$ 

0 K时,磁场对两个次点阵的力矩为零,此时的磁化率应为零。

$$\chi_{//}(0 K) = \lim_{T \to 0} \chi_{//}(T) = 0$$

随着温度从0 K不断升高,磁矩有序被破坏的程度越来越大,受外磁场的影响越来越大,所以磁化率随温度增高而增大,直到 $T_N$ 处达到最大值。



具体推导见戴书p153~156

### b. 外磁场垂直自旋轴的磁化率 $\chi$

此时,次点阵磁矩一直受到外场 H 和分子场  $H_{m}$  的共同作用,忽略次近邻作用,只考虑最近邻作用时,可以得到:

$$\overrightarrow{M}_{A} \times (\overrightarrow{H} + \overrightarrow{H}_{mA}) = \overrightarrow{M}_{A} \times \overrightarrow{H} - \overrightarrow{M}_{A} \times \lambda_{AB} \overrightarrow{M}_{B} = 0$$

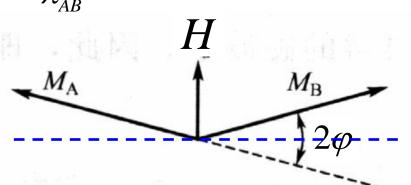
$$M_{A}H \cos \varphi - \lambda_{AB}M_{A}^{2} \sin 2\varphi = 0 \qquad (|\overrightarrow{M}_{A}| = |\overrightarrow{M}_{B}|)$$

$$\sin \varphi = \frac{H}{2\lambda_{AB}M_{A}} = \frac{H}{2\lambda_{AB}M_{B}} \qquad (另 - \text{解cos}\varphi = 0, H = \infty)$$

$$\therefore M = M_A \sin \varphi + M_B \sin \varphi = \frac{H}{\lambda_{AB}}$$

$$\chi_{\perp} = \frac{M}{H} = \frac{1}{\lambda_{AB}}$$

是一个常数。



以上推算结果如下图所示: (归一化)

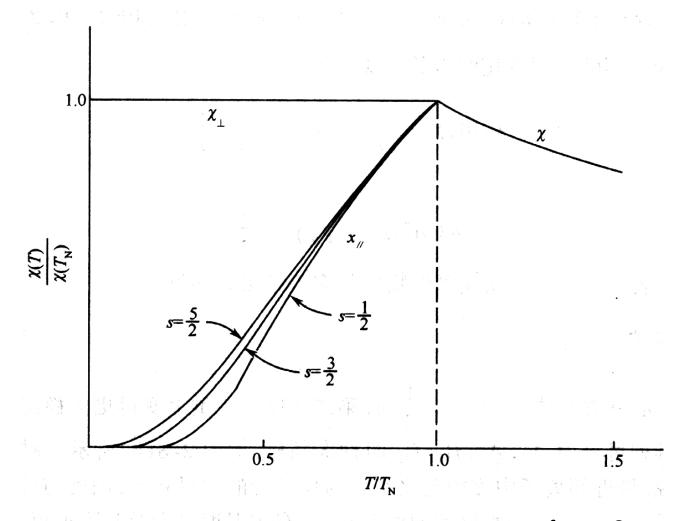
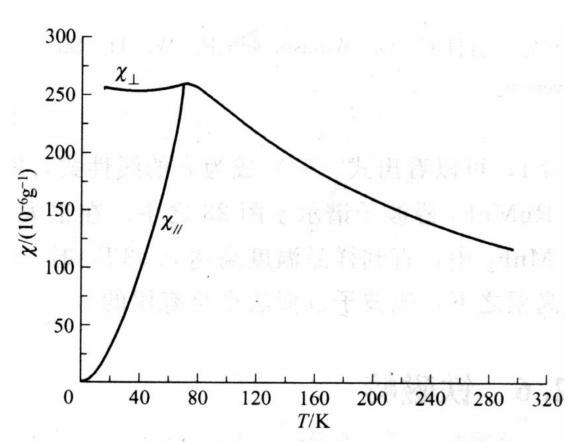


图 2-10 反铁磁体的磁化率随温度的变化(取  $\lambda_{ii}=0$  (Lidiard, Rept. Prog. Phys. 25, 441(1962))

### 推导见姜书p79~81

### 单晶MnF<sub>2</sub> 磁化率测量证实了这种分析。



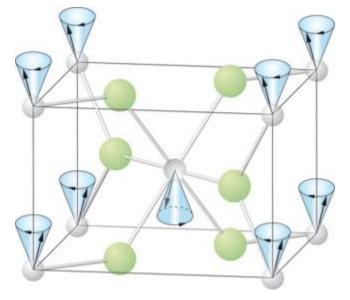


图 22 氟化锰  $(MnF_2)$  的磁化率。外场平行于四方轴和垂直四方轴,引自 S. Foner。

见Kittel 书p237,姜书 p72 有一类似图

### c. 多晶的磁化率

假设外磁场与自旋轴的夹角为 $\theta$ ,平行与自旋轴的磁场为 $H_{//}=H\cos\theta$ ,垂直自旋轴的磁场为 $H_{//}=H\sin\theta$ ,因此对一个晶粒的磁化率为

$$\chi = \frac{M}{H} = \frac{M_{//} \cos \theta + M_{\perp} \sin \theta}{H}$$

$$\therefore \chi_{//} = \frac{M_{//}}{H \cos \theta} \qquad \chi_{\perp} = \frac{M_{\perp}}{H \sin \theta}$$

$$\therefore \chi = \chi_{//} \cos^{2} \theta + \chi_{\perp} \sin^{2} \theta$$

对于多晶材料,晶粒自旋轴是混乱分布的,因此要对 $\theta$ 在整个范围内取平均

$$\overline{\chi} = \chi_{//} \overline{\cos^2 \theta} + \chi_{\perp} \overline{\sin^2 \theta} = \frac{1}{3} \chi_{//} + \frac{2}{3} \chi_{\perp}$$

在不考虑次近邻作用时,可以利用a,b中的结果:

$$\chi_{//}(0 K) = 0$$

$$\chi_{//}(T_N) = \frac{C}{T_C + T_P} = \frac{1}{\lambda_{AB}} = \chi_{\perp}$$

$$\overline{\chi}(0K) = \frac{2}{3\lambda_{AB}}, \quad \overline{\chi}(T_N) = \frac{1}{\lambda_{AB}}$$

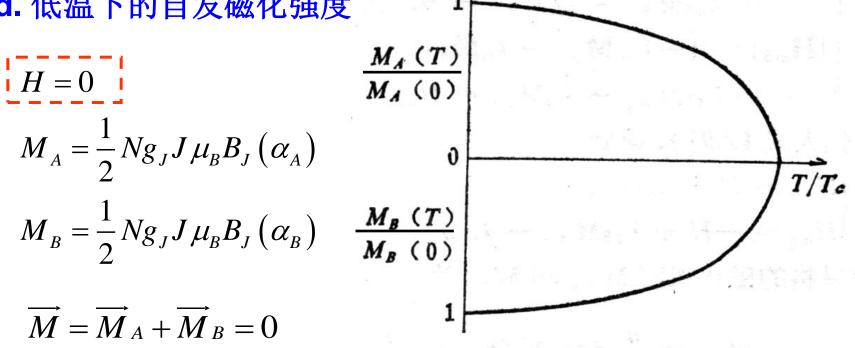
$$\overline{\chi}(0K) / \chi(T_N) = \frac{2}{3}$$

#### 见戴书p158~159

这可以很好的解释前面MnO粉末样品的测量结果(见图)

附录: 
$$\overline{\sin^2 \theta} = \frac{1}{2} \int_0^{\pi} \sin^2 \theta \sin \theta d\theta = \frac{2}{3}$$
$$\overline{\cos^2 \theta} = \frac{1}{2} \int_0^{\pi} \cos^2 \theta \sin \theta d\theta = \frac{1}{3}$$

d. 低温下的自发磁化强度



次晶格的自发磁化强度随温度的变化示意图.

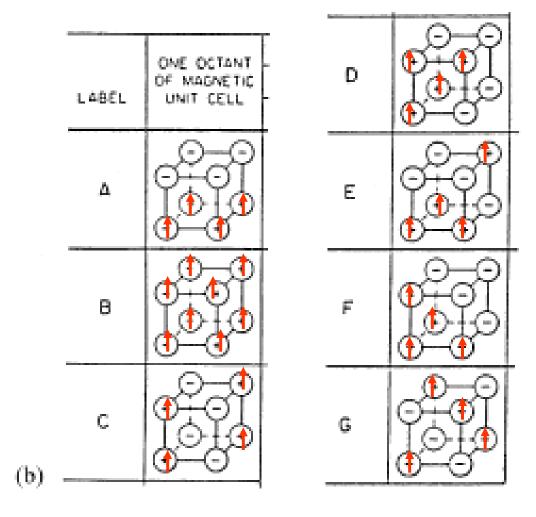
可以用作图法求出 $M(T)\sim T$ 关系,在我们的假定下,两个次晶 格磁化强度变化曲线是相同的,只是方向相反,所以总磁化 强度为零。在低于 $T_N$ 的任何温度区域,虽存在自发磁化,但 又不表现出自发磁化强度,这是反铁磁性的基本特征之一。

# 说明:

反铁磁结构和次点阵的构成方式有关,在其它情况或许需要4个或更多个次点阵来表述,见姜书p76-77图。也和最、次近邻的相互作用强度相关,例如前面体心结构在次近邻作用超过最近邻的一半时,就需要4个次点阵来表述。见姜书p82

上述结果是在最简单的情况下获得的,但它却定性地反映出反铁磁结构的最本质特征。

# 锰氧化物(R,T)MnO3中复杂的磁结构



## 三. 反铁磁自旋波

我们可以类比 3.3节中对一维铁磁结构的处理办法, 求出一维反铁磁体中自旋波色散关系:

$$\omega = \frac{4|A|S}{\hbar} |\sin ka|$$

显然, 反铁磁体中自旋波色散关系与铁磁体不同,

长波情形:  $ka \ll 1$ ,  $\omega \propto |ka|$   $\omega = k$  成线性关系, 实验表明在一个很大范围内, 这是符合的。

中子非弹性散射实验证实,在 $MnF_2$ 中,直到样品温度高达 $0.93T_N$ ,仍能观察到清晰可辨的磁子,这说明在高温下,自旋波近似也是有用的。(Kittel p238)

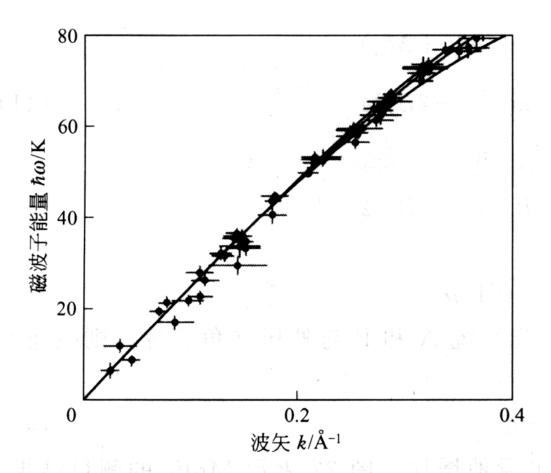
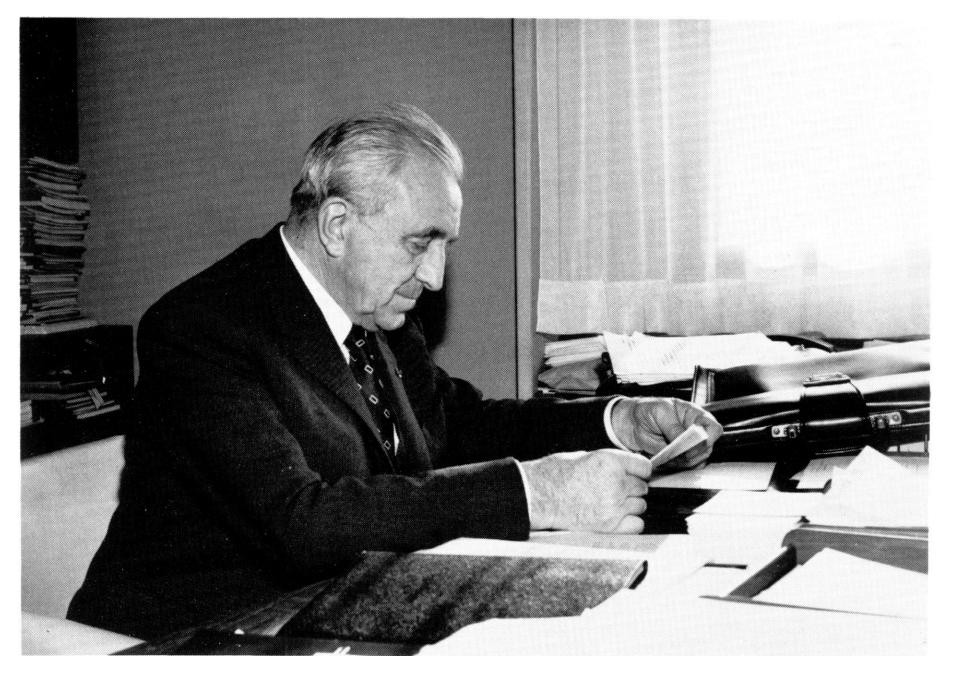


图 23 简单立方结构的反铁磁体 RbMnF<sub>3</sub> 的磁波子色散关系,在 4.2K 下由电子非弹性散射测定。引自 C. G. Windsor and R. W. H. Stevenson。

### 习题三

3.5 试用 Neel 局域分子场模型,推出两个次晶格的反铁磁物质存在一个自发磁化消失的温度  $T_N$ ,并定性说明在此温度点,其磁化率温度关系曲线处于最大值。



Louis Neel (1904-2000)

法国著名的物理学家奈尔(Louis Neel), 1904年11月22日 出生于法国罗纳省里昂市。从1937年起,奈尔就担任法国斯 特拉斯堡大学教授,1946年受聘于格勒诺布尔大学担任同样 的职务。1953年,奈尔教授被选为巴黎科学院院土,1959年 成为苏联科学院士及荷兰皇家科学院院士。由于他开创了固 体磁性的研究,于1970年与瑞典的天文物理学家内斯-阿尔文 共同获得诺贝尔物理学奖金。他的贡献主要是对于固体理方 面的发现,以及这一理论的许多有益的应用,尤其是在改进计 算机储存元件方面的应用。

围绕获奖的磁学领域, 奈尔教授做过多方面的研究, 曾发表了200多篇研究论文。

**科学研究的传承作用**在几位法国科学家身上得到了很好的体现:

居里 (1859—1906) 朗之万 (1872—1946) 外斯 (1865—1940)

奈尔 (1904—2000)

费尔 (1938—