

بررسی نقطه‌ی بحرانی سیستم بوزونی نافزایشی به روش اختلالی

عدلی، فرشته؛ محمدزاده، حسین

گروه فیزیک دانشکده علوم دانشگاه محقق اردبیلی، اردبیل

چکیده

یکی از تعمیم‌هایی که برای آنتروپی بولتزمن-گیس وجود دارد، آنتروپی تسالیس یا آنتروپی نافزایشی است که در چند دهه‌ی اخیر توجه زیادی را به خود معطوف کرده است. توابع توزیع آمارهای کلاسیکی، فرمیونی و بوزونی به دست آمده است. در این مقاله با استفاده از تابع توزیع بوزونی نافزایشی، کمیت‌های انرژی درونی و تعداد ذرات را بدست می‌آوریم. سپس با محاسبه‌ی دمای بحرانی سیستم نافزایشی برحسب q فشار را حول دمای گذار بررسی می‌کنیم. در انتهای مقاله، گرمای ویژه‌ی گاز بوزونی نافزایشی را محاسبه کرده و برحسب دما رسم می‌کنیم.

Investigation of Critical Point of Nonextensive Bose System via Perturbative Method

Adli, Fereshteh ; Mohammadzadeh, Hossein

Department of Physics, Faculty of Science, University of Mohaghegh Ardabili, Ardabil, Iran

Abstract

One of the generalizations of Boltzmann-Gibbs entropy is the Tsallis or non-extensive entropy that has been interested in the last decades. The distribution functions of nonextensive classical, Fermi and Bose statistics have been derived. In this paper, using nonextensive Bose distribution function, we acquire the internal energy and the particles number. Then, calculating the critical temperature of the nonextensive system as a function of q , we investigate pressure about critical temperature. At the end, we calculate the specific heat of the nonextensive Bose gas and plot it versus temperature.

PACS No. 64.60

فرمی-دیراک، همانند آمار طرد هالدنی [۱] یا آمارهای دگرگون [۲ و ۳] در نظر بگیرند.

تعمیم دیگری نیز وجود دارد که بر پایه‌ی آنتروپی q -تعمیم یافته یا آنتروپی تسالیس نوشته شده است. این آنتروپی که تحت عنوان آنتروپی نافزایشی [۴] نیز شناخته می‌شود، تعمیم یافته‌ی آنتروپی بولتزمن-گیس (BG) است و کاربردهای فراوانی در مطالعه‌ی سیستم‌هایی مانند سیستم‌های دره‌متنیده، اتم‌های سرد، پلاسماها، سیاهچاله‌ها، زمین لرزه‌ها و غیره دارد [۵ و ۶].

مقدمه

یکی از اصول بنیادین مکانیک آماری کوانتومی، وجود دو نوع از ذرات یعنی بوزون‌ها و فرمیون‌ها است که به ترتیب از آمار بوز-اینشتین (BE) و فرمی-دیراک (FD) تبعیت می‌کنند. اصل طرد پائولی بیان می‌کند که هیچ دو فرمیونی نمی‌توانند حالت کوانتومی یکسانی را اشغال کنند، در حالیکه چنین محدودیتی برای بوزون‌ها وجود ندارد. اثر کوانتومی هال یکی از پدیده‌هایی است که دانشمندان را وادار کرد تا تعمیم‌هایی برای آمار بوز-اینشتین و

محاسبه انرژی داخلی و تعداد ذرات

در آنسامبل ماکروکانونیک، تعداد ذرات و انرژی داخلی با استفاده از روابط زیر بدست می‌آیند [۸]:

$$N = \int_0^{\infty} n(\varepsilon) \Omega(\varepsilon) d\varepsilon, \quad (4)$$

$$U = \int_0^{\infty} \varepsilon n(\varepsilon) \Omega(\varepsilon) d\varepsilon, \quad (5)$$

که در آن $\Omega(\varepsilon)$ چگالی حالت‌هاست و با استفاده از رابطه‌ی

$$\Omega(\varepsilon) = \frac{A^D}{\Gamma(\frac{D}{2})} \frac{\varepsilon^{\frac{D}{2}-1}}{\varepsilon^{\sigma}}, \quad (6)$$

بیان می‌شود. D بعد فضایی است که در مورد مسئله‌ی ما برابر با سه است و برای سادگی A که ضریب ثابتی است را نیز برابر یک در نظر می‌گیریم. همچنین در حد غیرنسبیتی $\sigma = 2$ در نظر گرفته می‌شود. با جاگذاری تابع توزیع دلخواه در روابط (۴) و (۵) تعداد ذرات و انرژی درونی را می‌توان بدست آورد.

با قرار دادن رابطه‌ی (۳) در روابط (۴) و (۵)، می‌بینیم که عبارت‌ها به صورت تحلیلی قابل حل نیستند. بنابراین ابتدا تابع توزیع را تا مرتبه‌ی اول بر حسب $\alpha = q - 1$ (میزان انحراف از افزایشی بودن سیستم) بسط می‌دهیم:

$$n(\varepsilon) = \frac{1}{\frac{e^{\beta\varepsilon}}{z} - 1} + \frac{1}{2} \frac{e^{\beta\varepsilon} (\beta\varepsilon - \ln z)^2}{\left(\frac{e^{\beta\varepsilon}}{z} - 1\right)^2} \alpha + O(\alpha^2), \quad (7)$$

و سپس در روابط (۴) و (۵) جایگذاری می‌کنیم، با این شرط که اندازه‌ی α کوچک باشد. به این ترتیب می‌توانیم عبارت‌های تحلیلی برای انرژی داخلی و تعداد ذرات به دست آوریم:

$$U = \frac{\beta^{-\frac{5}{2}}}{\Gamma(\frac{3}{2})} \left[\Gamma(\frac{5}{2}) Li_{5/2}(z) + \alpha \left(\frac{7}{4} \Gamma(\frac{7}{2}) Li_{7/2}(z) - \frac{5}{2} (\ln z) \Gamma(\frac{5}{2}) Li_{5/2}(z) + \frac{3}{4} (\ln z)^2 \Gamma(\frac{3}{2}) Li_{3/2}(z) \right) \right] \quad (8)$$

ما تعمیم آنتروپی بوز-اینشتین که در مرجع [۷] بدست آمده است را، انتخاب کرده و کمیت‌های ترمودینامیکی مانند انرژی داخلی، تعداد ذرات، فشار، دمای گذار و گرمای ویژه را برای این نوع سیستم‌ها محاسبه کردیم. همچنین ویژگی‌هایی مثل چگالش را در این سیستم‌ها مشاهده می‌کنیم.

آنتروپی نافزایشی و تابع توزیع ذرات

آنتروپی، مفهومی است که ارتباط میان دنیای میکروسکوپی و ماکروسکوپی را برقرار می‌کند. معمول‌ترین آنتروپی برای توصیف پدیده‌های مختلف، آنتروپی بولتزمن-گیس است، اما این آنتروپی فقط وقتی توصیف صحیحی از سیستم ارائه می‌دهد، که برهمکنش‌های بین ذره‌ای، کوتاه‌برد، حافظه‌ی میکروسکوپی مؤثر، کوتاه و شرایط مرزی، غیر(چند)فراکتالی باشد. پس انتظار می‌رود وقتی که شرایط فوق برقرار نباشند، آنتروپی BG تعمیم داده شود. تسالیس در سال ۱۹۸۸ برای اولین بار، آنتروپی نافزایشی [۴]

$$S_q = -k \frac{1 - \sum_{i=1}^W p_i^q}{1 - q}, \quad q \in R, \quad (1)$$

را به عنوان تعمیمی از آنتروپی BG معرفی کرد، به طوری که آنتروپی که در آن آنتروپی S_q در حد $q \rightarrow 1$ همان آنتروپی بولتزمن-گیس خواهد بود ($S_{BG} = -k \sum_{i=1}^W p_i \ln p_i$). در رابطه‌ی (۱) ، k ثابت بولتزمن، احتمال پیدا کردن سیستم در حالت میکروسکوپی i ، تعداد کل میکروحالت‌ها و q درجه‌ی نافزایشی بودن سیستم است. تابع توزیع بوزونی برای آنتروپی نافزایشی از رابطه‌ی زیر بدست می‌آید [۷]:

$$n_q(\varepsilon) = \frac{1}{(1 + (q-1)(\beta\varepsilon - \ln z))^{\frac{1}{q-1}} - 1}, \quad (2)$$

که در آن $\beta = 1/kT$ و $z = \exp(\mu/kT)$ گریزندگی گاز است که اندازه‌ی آن برای گاز بوزونی بین ۰ و ۱ است (μ ، پتانسیل شیمیایی است). رابطه‌ی (۲) در حد $q \rightarrow 1$ به صورت زیر درمی‌آید:

$$n(\varepsilon) = \frac{1}{\frac{e^{\beta\varepsilon}}{z} - 1}. \quad (3)$$

می‌توانیم دمای گذار بوز-اینشتین تعمیم‌یافته (رابطه‌ی (۱۲)) را بر حسب دمای گذار بوز-اینشتین محاسبه شده در مرجع [۹] برای گاز ایده‌آل (T_c^{BE}) به صورت زیر بنویسیم:

$$\frac{T_c^q}{T_c^{BE}} = \left\{ \frac{\zeta\left(\frac{3}{2}\right)}{\zeta\left(\frac{3}{2}\right) + \alpha \left[\frac{15}{8} \zeta\left(\frac{5}{2}\right) \right]} \right\}^{2/3} \cong 1 - \frac{5}{4} \frac{\zeta\left(\frac{5}{2}\right)}{\zeta\left(\frac{3}{2}\right)} \alpha. \quad (13)$$

به ازای هر مقدار انحراف از توزیع بوز-اینشتین استاندارد، دمای گذار فاز نسبت به دمای چگالش بوز-اینشتین برای $q > 1$ ($q < 1$) کاهش (افزایش) می‌یابد.

محاسبه‌ی فشار و گرمای ویژه

با استفاده از رابطه‌ی (۸) و همچنین استفاده از رابطه‌ی بین فشار و انرژی داخلی [۹]، یعنی رابطه‌ی زیر

$$U = k_B T^2 \left\{ \frac{\partial}{\partial T} \left(\frac{PV}{k_B T} \right) \right\}_{z, V}, \quad (14)$$

فشار به صورت زیر به دست می‌آید:

$$\frac{P}{k_B T} = \frac{1}{\lambda^3} \left\{ Li_{5/2}(z) + \alpha \left[\frac{35}{8} Li_{7/2}(z) - \frac{5}{2} \ln(z) Li_{5/2}(z) + \frac{1}{2} \ln(z)^2 Li_{3/2}(z) \right] \right\}, \quad (15)$$

که در آن $\lambda = h / (2\pi m k_B T)^{1/2}$ ، طول موج حرارتی است. حال برای $T < T_c^q$ ، فشار به ازای $z=1$ به صورت زیر محاسبه می‌شود:

$$P(T) = \frac{k_B T}{\lambda^3} \left[\zeta\left(\frac{5}{2}\right) + \frac{35}{8} \alpha \zeta\left(\frac{7}{2}\right) \right], \quad (16)$$

همچنین در نقطه‌ی گذار فشار برابر خواهد بود با:

$$P(T_c^q) = \left(\frac{2\pi m}{h^2} \right)^{3/2} (k_B T_c^q)^{5/2} \left[\zeta\left(\frac{5}{2}\right) + \frac{35}{8} \alpha \zeta\left(\frac{7}{2}\right) \right]. \quad (17)$$

برای محاسبه‌ی فشار برای $T > T_c^q$ از رابطه‌ی (۱۵) استفاده می‌کنیم، بطوریکه z در آن از رابطه‌ی ضمنی (۹) به دست می‌آید.

$$N = \frac{\beta^{3/2}}{\Gamma\left(\frac{3}{2}\right)} \left[\Gamma\left(\frac{3}{2}\right) Li_{3/2}(z) + \alpha \left(\frac{5}{4} \Gamma\left(\frac{5}{2}\right) Li_{5/2}(z) - \frac{3}{2} (\ln z) \Gamma\left(\frac{3}{2}\right) Li_{3/2}(z) + \frac{1}{4} (\ln z)^2 \Gamma\left(\frac{1}{2}\right) Li_{1/2}(z) \right) \right] \quad (9)$$

بطوریکه $Li_n(z)$ ، توابع پلی‌لگاریتم هستند که به صورت زیر تعریف می‌شوند:

$$Li_\nu(z) = \frac{1}{\Gamma(\nu)} \int_0^\infty \frac{x^{\nu-1}}{e^{x-\ln(z)}} dx, \quad (10)$$

که $\Gamma(\nu)$ در آن، همان تابع گاما است.

محاسبه‌ی دمای گذار

برای گاز بوزونی ایده‌آل ($q=1$)، نقطه‌ی گذار فاز در ($z=1$) شناخته شده است و چگالش بوز-اینشتین نامیده می‌شود. این نوع نقطه‌ی گذار در سیستم‌های بوزونی نوافزایشی نیز می‌تواند وجود داشته باشد که می‌توان با محاسبات به آن دست یافت.

برای $0 \leq z \leq 1$ ، توابع پلی‌لگاریتم موجود در رابطه‌ی (۹) به طور یکنواخت افزایش می‌یابد و کران‌دار است. بنابراین برای مقادیر مفروض حجم و دما، تعداد کل ذرات در همه حالت‌های برانگیخته محدود است. شرایط ظهور چگالش بوز-اینشتین تعمیم-یافته به صورت زیر است:

$$N > V \frac{(2\pi m k_B T)^{3/2}}{h^3} \left\{ \zeta\left(\frac{3}{2}\right) + \alpha \left[\frac{15}{8} \zeta\left(\frac{5}{2}\right) \right] \right\}, \quad (11)$$

بطوریکه $Li_\nu(1) = \zeta(\nu)$ توابع زتا هستند. حال اگر N و V ثابت نگه داشته شوند و T تغییر کند، خواهیم داشت:

$$T < T_c^q = \frac{h^2}{2\pi m k_B} \left\{ \frac{N}{V \left[\zeta\left(\frac{3}{2}\right) + \alpha \left[\frac{15}{8} \zeta\left(\frac{5}{2}\right) \right] \right]} \right\}^{2/3}. \quad (12)$$

نتیجه گیری

در این مقاله، نقطه‌ی بحرانی سیستم بوزونی نافزایشی به روش اختلالی بررسی شد. ابتدا دمای بحرانی یا دمای گذار مرتبه‌ی دوم برای سیستم بوزونی نافزایشی را به دست آوردیم. مشاهده کردیم که دمای گذار فاز نسبت به دمای چگالش بوز-اینشتین برای $q > 1$ ($q < 1$)، کاهش (افزایش) می‌یابد. سپس فشار و گرمای ویژه را برای دمای گذار و دماهای بالاتر و پایین‌تر از آن محاسبه کردیم. دیده می‌شود که مقدار بیشینه‌ی گرمای ویژه، برای $q > 1$ ($q < 1$)، افزایش (کاهش) می‌یابد. برای تمامی مقادیر q در بازه‌ی مورد بررسی، مشاهده می‌شود که مشتق گرمای ویژه در $T = T_c^q$ ناپیوسته است.

مرجع‌ها

- [۱] F. D. M. Haldane, *Phys. Rev. Lett.*, **67** (1991) 937.
- [۲] A. P. Polychronakos, *Phys. Lett. B*, **365**(1996) 202.
- [۳] G. Gentile, *Nuovo Cimento*, **17**, (1940) 493.
- [۴] C. Tsallis, *J. Stat. Phys.*, **52** (1988) 479.
- [۵] F. Caruso and C. Tsallis, *Phys. Rev. E*, **78** (2008) 021102.
- [۶] B. Liu and J. Goree, *Phys. Rev. Lett.*, **100** (2008) 055003.
- [۷] F. Buyukluhc, D. Demirhan, *Phys. Lett. A*, **181**(1993) 24.
- [۸] G. Ruppeiner, *Phys. Rev. A* **20** (1979) 1608.
- [۹] R. K. Pathria, P. D. Beale, *Statistical Mechanics* (Elsevier, New York 2011).

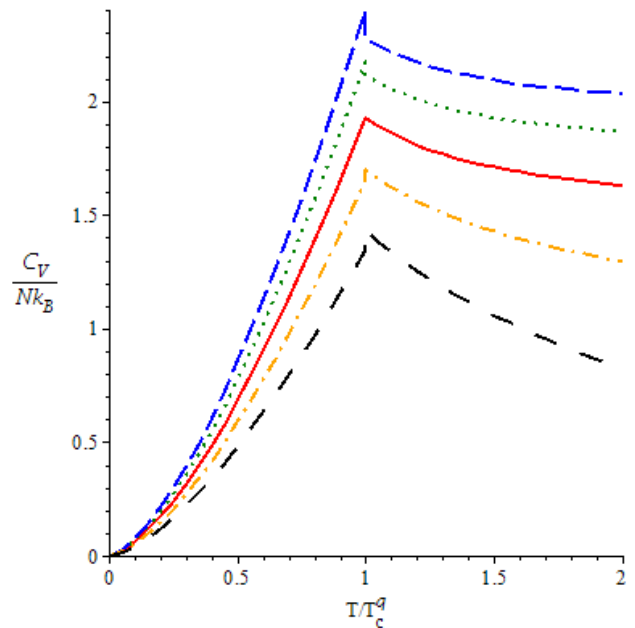
رابطه‌ی بین گرمای ویژه، فشار و انرژی درونی به صورت زیر است [۹]:

$$\frac{C_V}{Nk_B} = \frac{1}{Nk_B} \left(\frac{\partial U}{\partial T} \right)_{N,V} = \frac{3}{2} \left\{ \frac{\partial}{\partial T} \left(\frac{PV}{Nk_B} \right) \right\}_v, \quad (18)$$

به سادگی می‌توان دید گرمای ویژه در دماهای کم به صفر میل می‌کند، با افزایش T زیاد می‌شود تا در $T = T_c^q$ به مقدار بیشینه-ی خود می‌رسد و بعد از آن کاهش می‌یابد. مقدار بیشینه به ازای هر q (α) از رابطه‌ی زیر محاسبه می‌شود:

$$\frac{C_V(T_c^q)}{Nk_B} = \frac{15}{4} \left(\frac{\zeta\left(\frac{5}{2}\right) + \frac{35}{8}\alpha\zeta\left(\frac{7}{2}\right)}{\zeta\left(\frac{3}{2}\right) + \frac{15}{8}\alpha\zeta\left(\frac{5}{2}\right)} \right) \quad (19)$$

به علت طولانی بودن محاسبات مربوط به گرمای ویژه برای دماهای دیگر، از نوشتن معادلات مربوطه اجتناب کرده و فقط به رسم نمودار اکتفا می‌کنیم (شکل (۱)).



شکل (۱): گرمای ویژه‌ی یک گاز ایده‌آل نافزایشی بوزونی بر حسب دما به ازای مقادیر $\alpha = 0$ (خط پر)، $\alpha = 0.01$ (خط نقطه‌چین)، $\alpha = 0.02$ (خط تیره)، $\alpha = -0.01$ (خط تیره-نقطه‌چین)، $\alpha = -0.02$ (خط تیره فاصله دار).