

(*s*-процесса, см. Ядерная астрофизика). По окончании Г. в. внешней конвективной зоны, проникающей в зону с измененным хим. составом, может вынести образовавшиеся элементы на поверхность звезды. Т. к. звезды красные сверхгиганты, имеющие слоевые источники энергии, интенсивно теряют массу, то они могут являться гл. поставщиками хим. элементов — продуктов *s*-процесса в межзвездную среду.

Г. в. возможна также в *белых карликах*, интенсивно аккрецирующих вещества. При *акреции* может образоваться массивный гелиевый карлик ($M_{\text{He}} \geq 0,6 M_{\odot}$), в к-ром горение гелия развивается в неустойчивом режиме и приводит к образованию детонационной волны. В конечном итоге происходит всыпка и полный разлёт вещества звезды с выбросом элементов группы железа и энерговыделением $\mathcal{E} \sim 10^{51}$ эрг. Такой карлик может быть предсверхновой 1 типа (см. Сверхновые звёзды).

Горение массивного слоя гелия ($M_{\text{He}} \sim (0,1-0,3) M_{\odot}$), аккрецированного углеродно-кислородным карликом, может привести либо к образованию двойной детонационной волны (внутрь по углероду, наружу по гелию) и полному разлёту вещества звезды ($\mathcal{E} \sim 10^{51}$ эрг) с выбросом элементов группы железа, либо к образованию одинарной детонационной волны (по гелию наружу, волна внутри затухает), выбросу части вещества звезды в межзвездную среду и формированию звездного остатка (белого карлика); энергия взрыва $\sim \Delta M_{\text{He}} / M_{\odot} \approx 3 \cdot 10^{51}$ эрг, где ΔM_{He} — масса гелиевого слоя.

Г. в. могут происходить и в оболочках аккрецирующих нейтронных звёзд (см. Барстера).

Лит. см. при ст. Эволюция звёзд. Э. В. Эргма. ГЕЛИЙ (от греч. *hēlios* — солнце; лат. *Helium*), Не, — хим. элемент VIII группы периодич. системы элементов, инертный газ, ат. номер 2, ат. масса 4,002602. Электронная конфигурация Г. $1s^2$. Энергия ионизации 24,587 эВ — самая высокая среди всех элементов. Радиус атома Г. по шкале Боксера — Белова 0,122 им.

Природный Г. состоит из двух стабильных изотопов ^4He (99,999862%) и ^3He . Преобразование ^4He связано с его образованием при α -распаде природных радионуклидов Th, U и др. элементов. В 1 т гранита, содержащего 3 г U и 15 г Th, за 7,9 млн. лет образуется 1 мг ^4He , но за время существования Земли в её коре накопились заметные кол-ва Г. (по отношению содержания ^4He к содержанию Th и U определяют возраст минералов). В воздухе содержится ок. $5 \cdot 10^{-4}$ % Г. (по объёму). В природных и нефтяных газах содержание Г. иногда достигает 5—10% по объёму (обычно значительно ниже).

Ядра ^4He (*альфа-частица*) характеризуются очень высокой энергией связи (28,2937 МэВ), образование их из четырёх протонов сопровождается испусканием двух позитронов и двух нейтрино ($4^1\text{H} = ^4\text{He} + 2\beta^+ + \bar{\nu}_e + 2\nu_e$) и выделением огромной энергии. Реакция синтеза ^4He , по-видимому, является осн. источником энергии Солнца и др. звёзд, а также источником на-копления значит. кол-ва Г. во Вселенной.

Г. — лёгкий бесцветный одноатомный газ, плотность (при темп-ре 0°C и давлении 1,013·10⁵ Па) 0,178467 кг/м³, в воде плохо растворим (в 1 л воды при 0°C растворяется 9,7 мл Г.). Типлонпроводность (0°C) 0,1438 Вт/м·К, вязкость (0°C) 18,60 мкПа·с. Дизлектрич. пропицаемость ϵ (при 0°C и 1,013·10⁵ Па) 1,000074. ^4He слабо диамагнитен, $\chi = -0,78 \cdot 10^{-13}$ м³/кг. Показатель преломления гелия для жёлтой линии $n_D = 1,000034$.

Темп-ра кипения —4,22 К — самая низкая среди всех жидкостей, гелий жидкай обладает рядом уникальных свойств. Г. — единственный элемент, к-рый не отвердевает при нормальном давлении, переход в твёрдое состояние возможен только при давлениях св. 2,5 МПа (см. Гелий твёрдый).

Химически Г. пассивен, устойчивые соединения Г. неизвестны. В атмосфере Г. проводят плавку, резку и сварку мн. металлов и сплавов, выращивание полупроводниковых и др. монокристаллов. Высокая теплонпроводность Г. в сочетании с низкой способностью его ядер вступать в реакцию с нейтронами позволяет использовать Г. для охлаждения атомных реакторов.

Лит.: Фастовский В. Г., Ровинский А. Е., Петровский Ю. В., Инертные газы, 2 изд., М., 1972.

С. С. Вердинесов.

ГЕЛИЙ ЖИДКИЙ. Жидкие ^3He и ^4He (и их растворы) — единственные в природе жидкости, не затвердевающие при абс. нуле темп-ры (при атм. давлении). Благодаря малой массе атомов гелия и характерному для атомов благородных газов слабому притяжению между ними при понижении темп-ры квантовые эффекты в Г. ж. («спулевые колебания» атомов при $T=0$) препятствуют его кристаллизации. ^3He и ^4He — *квантовые жидкости*: при $T \leq 2$ К квантовые эффекты определяют поведение этих жидкостей и различие их свойств, вызванное различием в квантовой статистике, к-рой подчиняются ансамбли из атомов ^3He и ^4He . Жидкий ^4He — бозе-жидкость, т. к. его атомы — бозоны; их спин равен нулю, они подчиняются *Бозе — Эйнштейна статистике*. Жидкий ^3He , состоящий из фермионов — атомов со спином $1/2$, подчиняющихся *Ферми — Дирака статистике*, является ферми-жидкостью.

С понижением темп-ры T жидкий ^4He при $T=T_\lambda$ (в т. н. λ -точке) испытывает *фазовый переход* 2-го рода, новую фазу называют Не II. Темп-ра $T_\lambda = 2,17$ К соответствует давлению насыщенных паров Г. ж., с ростом давления T_λ уменьшается (рис. 1). Не II обладает аномально высокой теплонпроводностью и *сверхтекучестью* (П. Л. Капица, 1938). Вязкость Не II, измеренная методом колеблющегося диска, тем не менее отлична от нуля и вблизи T_λ мало отличается

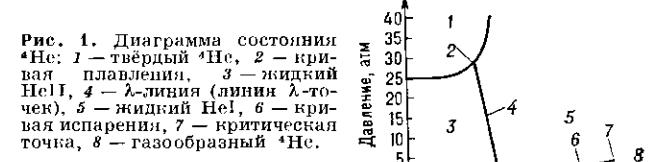


Рис. 1. Диаграмма состояния ^4He : 1 — твёрдый ^4He , 2 — крикрай плавления, 3 — жидкий ^4He I, 4 — линия (линия λ -точки), 5 — жидкый ^4He II, 6 — крикрай испарения, 7 — критическая точка, 8 — газообразный ^4He .

от вязкости нормального (несверхтекучего) ^4He . Это противоречие разрешается в *Ландау теории сверхтекучести* (двухжидкостная модель Не II, Л. Д. Ландау, 1941), согласно к-рой Не II состоит из двух компонентов: нормального и сверхтекучего. Сверхтекучий

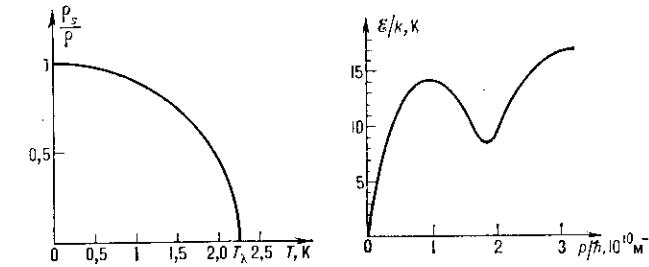


Рис. 2. Температурная зависимость относительного содержания (ρ_s/ρ) сверхтекучего компонента в Не II. При критической температуре T_λ значение $\rho_s/\rho = 0$.

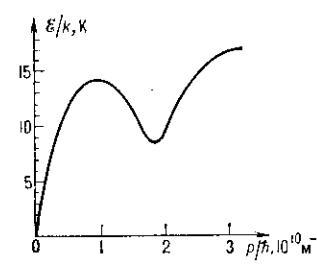


Рис. 3. Спектр возбуждений в Не II, измеренный в нейтронных экспериментах; E — энергия квазичастицы, p — её импульс.

компонент — идеальная жидкость с потенциальным течением — не обладает *энтропией* и не испытывает сопротивления при протекании сквозь узкие капилляры. Её плотность ρ_s совпадает с полной плотностью жидкости ρ при $T=0$ К и уменьшается с ростом T