

18. Аналитическую функцию, однозначную и непрерывную во всех точках некоторой области  $D$ , содержащей всюду разрывное [и необходимо совершенное] множество  $P$  особых точек этой функции, называем: функция типа Ротрёи-Денжоу<sup>1)</sup> [по имени геометров, открывших такие функции], — сокращенно: функция типа Р. Д.

Если область  $D$  есть вся сфера комплексного аргумента такой функции, то подобную функцию называем: функция Ротрёи-Денжоу (сокращенно: функция Р. Д.)<sup>1)</sup>. На основании §§ 16, 17 имеем теоремы:

**Теорема.** Функция типа Р. Д. вполне определяется своими значениями на какой-нибудь отделимой части множества  $P$ <sup>2)</sup>.

Эта теорема есть очевидное следствие следующей теоремы:

**Теорема единственности**<sup>3)</sup>:

Аналитическая функция, голоморфная во всех точках плоскости вблизи совершенного, всюду разрывного множества точек, в которых эта функция принимает значение нуль<sup>4)</sup>, такая функция равна тождественно нулю.

**Док.:** Пусть  $f(x)$  есть данная функция. Строим соответствующие функции  $F(x)$  и  $\varphi(x)$ :  $f(x) = \varphi(x) + F(x)$ <sup>5)</sup>.

В точках  $\zeta$  упомянутого разрывного множества имеем:  $F(\zeta) = -\varphi(\zeta)$ . Поэтому есть  $F'(\zeta)$  и  $F''(\zeta) = \varphi'(\zeta)$  и следовательно число нулей  $F''(\zeta)$  есть число конечное. На основании рассуждений § 16 заключаем:  $F(x) = \text{const.}$  и поэтому  $f(x)$  есть функция голоморфная вблизи и на самом разрывном мн-ве точек  $\zeta$ , а т. к.  $f(\zeta) = 0$ , то имеем:  $f(x) = 0$  (ч. и т. д.).

19. В случаях справедливости гипотезы Д. Ротрёи выясняются различные обстоятельства возможности аналитического продолжения<sup>6)</sup> за различные линии, в точках которых аналитические функции принимают по непрерывности те или иные непрерывные ряды значений<sup>7)</sup>.

Иваново-Вознесенск,  
15 января (н. с.) 1919 года.

<sup>1)</sup> Названия, данные Н. Лузиным.

<sup>2)</sup> Эту теорему г. Ротрёи выводит, как следствие своего предложения, данного им без доказательства в I. с.

Отделимая часть [так мы переводим термин Ротрёи (I. с.) une partie de] есть такая часть  $P$ , которую можно отделить от остальных точек  $P$  замкнутой кривой, лежащей вне  $P$ .

<sup>3)</sup> Доказана [указанным здесь приемом] нами в 1918 году.

<sup>4)</sup> По непрерывности — как непрерывная и притом равномерно непрерывная функция точки вблизи множества.

<sup>5)</sup> Употребляем обозначения § 17.

<sup>6)</sup> В обычном или обобщенном смысле этого слова.

<sup>7)</sup> По этому поводу см. Д. Ротрёи I. с.

## К статье Н. Кастерина:

„Sur la non concordance du principe de relativité d'Einstein<sup>1)</sup>“.

К. Шапошникова.

Buscheger<sup>2)</sup> в своей работе, посвященной опытной проверке принципа относительности, получил характерные кривые почернения фотографической пленки, возникающие от действия на пленку „компенсированных электронов“. Принцип его опытов заключался в следующем: крупинка радия, расположенная в центре плоского кругового конденсатора, испускала лучи  $\beta$  по всем возможным направлениям. Сквозь узкую-же щель конденсатора проходили главным образом те электроны, для которых взаимно компенсировались действия электрического поля конденсатора и перпендикулярного к нему магнитного поля. „Компенсированные электроны“ по выходе из конденсатора попадали в одно магнитное поле, испытывали в нем отклонения, достигали фотографической пленки, наклеенной на внутреннюю сторону концентрического с конденсатором цилиндра и производили ее почернение. Таким образом получились три „кривые Buscheger'a“, соответствующие №№ 7 и 15 его опытов.

Закон компенсации по теории Lorentz'a выражается так:

$$\beta \sin \varphi = \frac{E}{H}, \quad (1)$$

где  $E$  электрическое напряжение,  $H$  — магнитное,  $\beta = u/c$  отношение скорости движения электрона к скорости света,  $\varphi$  угол между  $H$  и  $u$ . Если электрон движется перпендикулярно магнитному напряжению, то  $\varphi = 90^\circ$  и

$$\beta = \frac{E}{H}. \quad (2)$$

При проверке теории Buscheger измерял по фотографической пленке наибольшее отклонение электрона, соответствующее формуле (2). Воспользоваться остальными точками кривой почернения Buscheger'u, по его собственным словам, помешало связанное с этим усложнение расчетов.

Wolz<sup>3)</sup> и Neumann<sup>4)</sup> методом, принципиально не отличающимся

<sup>1)</sup> Н. Кастерин. Изв. Росс. Ак. Наук за 1917 г.

<sup>2)</sup> А. Н. Buscheger. Ann. d. Phys. 28, 513, 1909; см. также Tafel VIII.

<sup>3)</sup> К. Wolz. Ann. d. Phys. 30, 273, 1909.

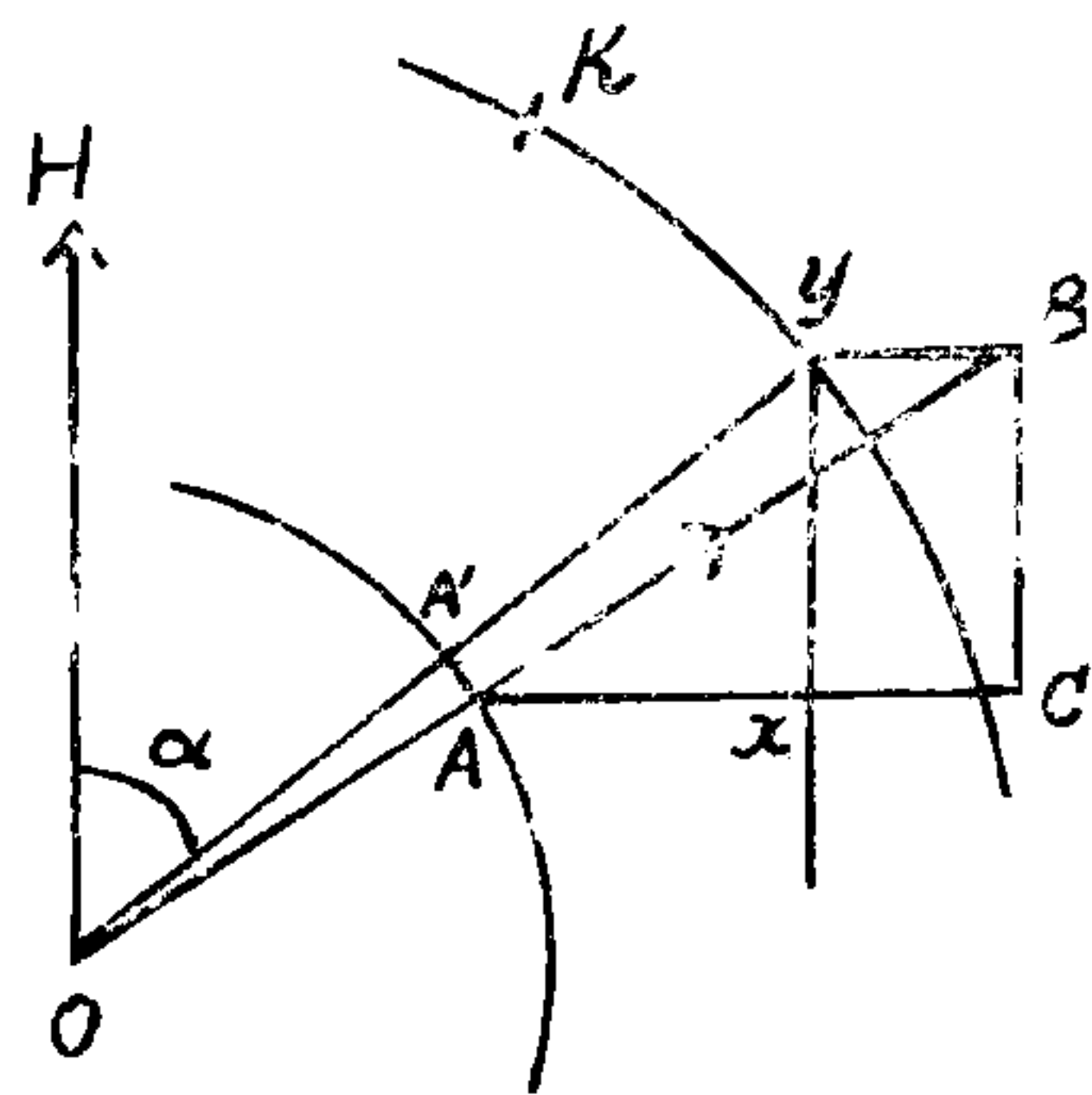
<sup>4)</sup> G. Neumann. Ann. d. Phys. 45, 529, 1914; C. Schäfer. Ann. d. Phys. за 1916 г.

от изложенного, получили уже только отрезки „кривых Висхегера“ и также измеряли только одно максимальное отклонение. Все цитированные выше авторы пришли к выводу, что и принцип относительности и закон компенсации (2) оправдываются на опыте наилучшим образом (в пределах от  $\beta = 0,3$  до  $\beta = 0,85$ ).

Недавно Кастерин<sup>1)</sup> подверг подробному рассмотрению „кривые Висхегера“ в их целом и указал на значительное несогласие формулы (1) с опытными данными. Он отметил два характерных факта: 1. Вычисленное теоретически на основании формулы (1) расстояние между двумя точками пересечения „кривой  $\beta$ “ и „прямой  $\gamma$ “ на 1—3 см. короче промеренного непосредственно. 2. Теоретические радиусы кривизны траекторий электрона систематически больше опытных.

Последний из указанных сейчас фактов Кастерин установил, промерив ординаты  $z$  кривой почернения в непосредственной близости к точке  $z = 0$ . В связи с этим возникает вопрос, нельзя ли чисто геометрически исследовать теоретическую кривую в этой области и сравнить выводы этого исследования с выводами Кастерина. Оказывается, что такое исследование возможно и оно приводит к результатам, вполне отвечающим результатам Кастерина.

„Компенсированные электроны“ по выходе из конденсатора двигаются под влиянием магнитного поля по винтовой линии геометрического цилиндра радиуса  $R_\varphi$ , ось которого параллельна магнитному напряжению. Из простых геометрических соображений получается величина отклонения  $z$  (ордината кривой почернения) в зависимости от этого радиуса. Пусть окружность  $A$  (см. рис.) есть граница конденсатора, окружность  $K$  проекция цилиндра, несущего пленку, на плоскость чертежа,  $H$  направление магнитного поля,  $AB$  направление движения электрона в момент его вылета из конденсатора. Если навить треугольник  $ABC$  на упомянутый выше геометрический цилиндр, то  $AB$  обратится в винтовую линию — траекторию электрона. Точка



$B$  сместится за чертеж, где получится точка почернения фотографической пленки. Расстояние между смещенной за чертеж точкой  $B$  и ее проекцией на плоскость чертежа  $V$  является искомым отклонением  $z$ , соответствующим углу  $\angle HOB = \alpha$ . С другой стороны это отклонение равно расстоянию от смещенной за чертеж (при навивании треугольника на цилиндр) точки  $C$  до ее проекции  $X$ . Так как далее при навивании

треугольника  $ABC$  на поверхность геометрического цилиндра линия  $AC$  обращается в дугу окружности радиуса  $R_\varphi$ , то:

$$z = R_\varphi - R_\varphi \sqrt{1 - \frac{x^2}{R_\varphi^2}} \quad (3)$$

где  $x = AX$ .

Обратим внимание на то, что при малых  $z$  точка  $B$  должна лежать близко к дуге  $K$ . В пределе, когда  $z = 0$ ,  $B$  перейдет на эту дугу в точку  $K$  и угол  $\alpha$  делается равным  $\angle HOK = \varphi$ . Кроме того  $\lim (dz/dx) \neq 0$ .

По принципу относительности<sup>1)</sup>:

$$R_\varphi = \frac{1697,8 \beta \sin \varphi}{H \sqrt{1 - \beta^2}} \quad (4)$$

Величина  $\beta \sin \varphi$  согласно формуле (1) для каждого опыта величина постоянная. Так для кривой № 15 Висхегера дает: при  $\varphi = 90^\circ, \beta = 0,5154$ . Следовательно вообще для этой кривой  $\beta \sin \varphi = 0,5154$ . Ввиду этого формулу (4) можно переписать так:

$$R_\varphi = \frac{C}{\sqrt{1 - \beta^2}}, \quad (5)$$

где  $C$  величина постоянная (для кривой № 15  $C = 6,861$  см).

Из формулы (3) следует:

$$\frac{dz}{dx} = -\frac{z}{R_\varphi - z} \frac{dR_\varphi}{dx} + \frac{x}{R_\varphi - z} \frac{dx}{dx}$$

Откуда, принимая во внимание (1) и (5), находим:

$$\frac{dz}{dx} = \frac{R_\varphi^3 z \beta^2 \operatorname{ctg} \varphi}{C^2 (R_\varphi - z)} \frac{d\varphi}{dx} + \frac{x}{R_\varphi - z} \frac{dx}{dx} \quad (6)$$

По мере приближения  $\beta$  к единице,  $R_\varphi$  согласно формуле (5) начинает сильно возрастать и при  $\beta = 1$  обращается в бесконечность. Так как далее при  $\beta = 1$   $R_\varphi z = \frac{x^2}{2}$  (см. форм. 3),  $\varphi = \alpha = \angle HOK$  (для кривой № 15—31°1'),  $dz/dx \neq 0$ , то и первый член правой части равенства (6) возрастает и обращается в бесконечность одновременно с  $R_\varphi$ , второй же член все время конечен и имеет пределом нуль. Следовательно:

$$\lim \left( \frac{dz}{dx} \right)_{\beta=1} = \infty, \quad (7)$$

т. е. обе линии  $\beta$  и  $\gamma$  пересекаются под прямым углом.

Сравнивая этот результат с тем, что дают все без исключения фотографии Висхегера, мы видим резкую разницу: при взгляде на опытные кривые создается определенное впечатление об асимптотическом<sup>2)</sup> приближении „кривой  $\beta$ “ к „прямой  $\gamma$ “, теория же требует пересечения под прямым углом.

<sup>1)</sup> Н. Кастерин. 1. с.

<sup>2)</sup> На это обстоятельство обратил мое внимание А. А. Эйхенвальд.

Для правильной оценки полученной разницы надо иметь ввиду, что на протяжении 1,3 *ст.* ординаты теоретической кривой убывают от значения  $\varepsilon = 0,31$  *ст.* до значения  $\varepsilon = 0$ . Эти числа получены из опытных данных для кривой № 15 при помощи формул (1), (3) и (5). Подобного резкого поворота „кривой  $\beta$ “ к „прямой  $\gamma$ “ фотографии не дают. Это следствие нашей теории находится в полном соответствии с первым из обнаруженных Кастериним фактов: вычисленное теоретически расстояние между точками пересечения потому короче промеренного, что теоретическая кривая круче спускается к „прямой  $\gamma$ “, чем опытная.

Далее из нашего вывода (7) следует, что вблизи точки пересечения теоретическая кривая обращена вогнутостью к „прямой  $\gamma$ “. Таким образом, если опытная кривая в своей центральной части накладывается на теоретическую, то в области  $\varepsilon = 0$  последняя, более круто спускаясь к „прямой  $\gamma$ “, должна давать меньшие величины отклонения, чем фотографии Вичегера. При подстановке же в формулу (3) двух значений  $\varepsilon$ : опытного и теоретического, меньшее из них (теоретическое) дает, как это легко заключить из самой формулы, большее значение для  $R_\varphi$ . Таким образом в области, близкой к  $\varepsilon = 0$ ,  $R_\varphi$  теоретическое систематически больше опытного. А этот результат получен Кастериним <sup>1)</sup> непосредственно из промера фотографий Вичегера.

Может быть причина найденных Кастериним отступлений лежит в формуле (1). Даже если ее частный вид (2) отвечает опытам Вичегера, Волза, Нейманна и Шэфера, то это несколько не доказывает, что сама она, как общее соотношение, справедлива. Кастерин делает более определенный вывод: он говорит о несостоятельности принципа относительности. Присоединиться к этому выводу нам мешают опыты указанных исследователей, которые, как мы уже упоминали, проведены в интервале, от  $\beta = 0,3$  до  $\beta = 0,85$ . Кастерин уже для  $\beta = 0,75$  констатирует резкое расхождение между теорией и опытом. С другой стороны и наш метод приводит к аналогичным результатам. Но эти результаты тесно связаны с тем обстоятельством, что  $\varphi$  отлично от  $90^\circ$ : отступления резко проявляются, начиная от  $\varphi = 40^\circ$  приблизительно, и только на участке в  $1-1\frac{1}{2}$  *ст.*, считая по „прямой  $\gamma$ “.

Иваново-Вознесенск,  
Политехнический Институт.  
Февраль 1919.

<sup>1)</sup> Вычисления Кастерина дают собственно систематический рост величины  $HR_\varphi \sin \gamma$ , откуда, так как известно  $H$  и  $\varphi$ , может быть найдено  $R_\varphi$ .

## Зависимость свойств химических соединений от их молекулярных объемов и от степени их сжатия.

И. И. Заславского.

В то время как изучению различных правильностей в области атомных и молекулярных весов сотни химиков издавна посвящали тысячи научных работ, вопрос об изучении подобных же правильностей в области атомных и молекулярных объемов, как жидких так равно и твердых тел, неизменно оставался в тени. И это тем более странно, что атомные и молекулярные объемы, то-есть объемы грамм-атома или грамм-молекулы вещества, выраженные в кубических сантиметрах, несомненно являются крайне характерными величинами для данного соединения и во всяком случае более пригодны для выражения химических закономерностей, чем просто плотности веществ. Очевидно, что те своеобразные затруднения, с которыми приходится встречаться каждому изучающему объемные соотношения соединений, оказались в большинстве случаев до сих пор трудно преодолелимыми. В настоящей краткой статье не место вдаваться в исторические подробности вопроса и я ограничусь лишь беглым обзором важнейших работ в данной области.

Уже Ле-Руайе и Дюма (1821), Герапат (1823), Карстен (1824) и Булле (1830) опубликовали ряд работ относительно объемных отношений твердых и жидких тел. Каких-либо выдающихся результатов они не достигли. Карстен и Булле установили однако, что объем химического соединения твердых элементов не равен сумме объемов составных частей. Первая закономерность в этой области была найдена Аммеркуллером (1840), который заметил, что закись и окись меди,  $\text{Cu}_2\text{O}$  и  $\text{CuO}$ , имеют один и тот-же молекулярный объем, если сравнивать  $\text{Cu}_2\text{O}$  и  $\text{Cu}_2\text{O}_2$ ; в других примерах он наблюдал подобные же закономерности, но встречал и многочисленные исключения <sup>1)</sup>.

Значительно плодотворнее были работы Коппа (1841), этго классика в области изучения объемных соотношений твердых и жидких тел. Копп нашел целый ряд частичных закономерностей, обнимающих более или менее тесные группы главным образом органических соединений. Однако центр тяжести работ Коппа заключается в

<sup>1)</sup> В. Оствальд. Основания теоретической химии. Перевод Корбе.