

Обложка
ищется

Обложка
ищется

Вѣстникъ Опытной Физики и Элементарной Математики.

15 Февраля

№ 339.

1903 г.

Содержание: О новѣйшихъ приложеніяхъ стереоскопіи. *M. Tauber'a.* — Вычисленіе суммъ одинаковыхъ цѣлыхъ и положительныхъ степеней чиселъ натурального ряда. *Е. Григор'ева.* — Научная хроника: Скорость распространенія рентгеновскихъ лучей. Медаль имени Abel'я. Юбилей J. Bolyai. Новая біографія H. v. Helmholz'a. Историческая справка о Poggendorff'ѣ. Дневникъ Gauss'a. Новый пишущій телеграфъ. — Разныя извѣстія: Назначеніе Kukuchi. † Stokes. — Рецензія: „Сборникъ задачъ по элементарной физикѣ“ Р. Д. Пономарева. *M. I.* — Задачи для учащихся, №№ 298—303 (4 сер.). — Рѣшенія задачъ, №№ 220, 222, 223, 249, 255. — Объявленія.

О новѣйшихъ приложеніяхъ стереоскопіи.

M. Tauber'a, cand. math. et astr.

*Praktikant an der Sternwarte zu Jena. *)*

Всѣмъ извѣстно, что при зрѣніи однимъ глазомъ мы не получаемъ представлія о положеніи предметовъ въ пространствѣ. Если смотрѣть на палецъ однимъ глазомъ, то намъ палецъ со всѣми предметами позади него кажется находящимся въ одной плоскости; наводя карандашъ на палецъ или одну булавку на другую, мы, вообще, промахнемся; карандашъ пройдетъ мимо пальца, и булавки не сойдутся. При зрѣніи однимъ глазомъ мы только тогда дѣйствительно убѣждаемся, что, напр., предметъ А ближе къ намъ, чѣмъ предметъ В, если А покрываетъ В. Такъ, если вершина какой-нибудь горы исчезаетъ въ облакахъ, то мы выводимъ заключеніе, что облака ниже вершины.

Только при зрѣніи обоими глазами мы получаемъ стереоскопической эффектъ. Нѣсколько различныя изображенія одного и того же предмета на обѣихъ сѣтчатыхъ оболочкахъ передаются черезъ посредство глазныхъ нервовъ нашему мозгу, где они сливаются въ одно общее представление — въ представление тѣлесности предмета.

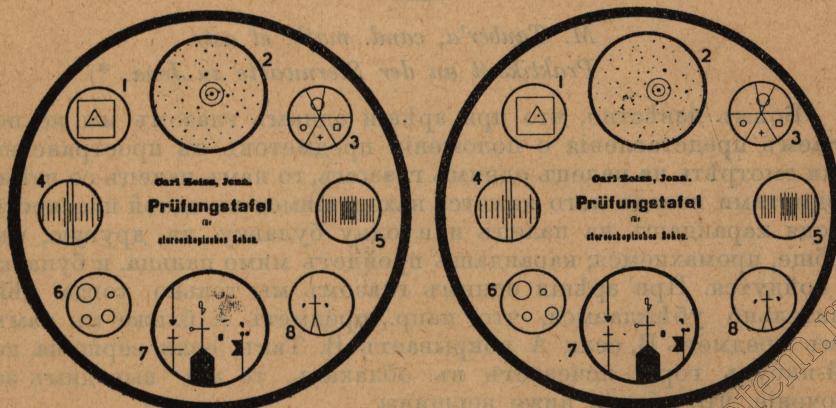
*) Статья любезно прислана намъ авторомъ на русскомъ языке.

Если, поэтому, сдѣлать два такихъ рисунка, чтобы одинъ представлялъ изображеніе какого-нибудь предмета въ правомъ глазу, а другой—изображеніе того же предмета въ лѣвомъ глазу, и устроить такъ, чтобы каждый глазъ видѣть соответствующій ему рисунокъ, то мы получимъ впечатлѣніе, будто мы видимъ передъ собою рельефный предметъ.

Получая при стереоскопическомъ зрѣніи представление предметовъ въ пространствѣ, мы въ то же время приобрѣтаемъ способность различать разстоянія и измѣрять ихъ глазомъ.

Стереоскопическое зрѣніе въ полной степени доступно только тому, у кого оба глаза находятся въ нормальному состояніи. Помимо слѣпыхъ на одинъ глазъ, для которыхъ, конечно, стереоскопические эффекты совершенно исключены, есть много людей, которые, сами этого не сознавая, употребляются при обыкновенномъ зрѣніи только одинъ глазъ; сюда относятся люди, которые, напр., много микроскопируютъ; такія лица также лишены стереоскопическихъ эффектовъ и для получения таковыхъ они должны свои глаза постепенно пріучать къ стереоскопическому зрѣнію.

Для изслѣдованія глазъ относительно ихъ способности стереоскопически видѣть и для пріученія ихъ къ стереоскопическому зрѣнію, Dr. Pulfrich'омъ на оптическомъ заводѣ „Carl Zeiss“ въ Генѣ придумана особая таблица. Эта таблица (черт. 1),



Фиг. 1.

Пробная таблица стереоскопического зрѣнія.

имѣющая, вообще, громадное дидактическое значеніе, состоитъ, помимо надписи, изъ восьми группъ разныхъ фигуръ.

Вложенная въ стереоскопъ, она даетъ намъ возможность познакомиться со всевозможными примѣненіями стереоскопіи.

Въ группѣ I мы видимъ фигуры въ слѣдующемъ порядкѣ: на первомъ планѣ—кругъ позади него—квадратъ, затѣмъ треугольникъ, и на заднемъ планѣ—точку.

Въ группѣ II, представляющей собою подражаніе двумъ фотографическимъ снимкамъ съ Сатурна, сдѣланнымъ Вольфомъ въ Гейдельбергѣ 9 и 10 іюня 1899 года, мы видимъ въ стереоскопѣ планету къ намъ ближе, чѣмъ его спутниковъ; этихъ ближе, чѣмъ авѣады, и послѣднія мы видимъ не въ одной плоскости, но въ пространствѣ¹⁾.

Въ группѣ III мы видимъ: на первомъ планѣ—кругъ въ верхней половинѣ, затѣмъ—квадратъ, позади него—крестикъ, потомъ—внѣшній кругъ, на заднемъ планѣ—кругъ въ нижней половинѣ.

Группа IV показываетъ примѣненіе стереоскопіи для сравненія масштабовъ. Масштабъ нальво безъ ошибокъ, масштабъ направо съ ошибками. Ошибки для отдельныхъ чертъ суть:

Черта . 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11
Ошибка ± 0 ± 0 $+0,065$ $+0,041$ $+0,024$ $+0,073$ ± 0 $+0,024$ $+0,041$ $-0,057$ $+0,032$

При стереоскопическомъ сравненіи обоихъ масштабовъ эти ошибки тотчасъ же обнаруживаются. Черты (1) и (2) находятся на одинаковомъ разстояніи, (3) отступаетъ назадъ, (4) выступаетъ впередъ, (5) выступаетъ еще больше впередъ, (6) отступаетъ назадъ и т. д.

Въ надписи мы видимъ:

на первомъ планѣ

Prüfungstafel für stereosk. Sehen

и на заднемъ планѣ

Carl Zeiss, Jena.

Если нѣкоторыя буквы нѣсколько передвинуты, то мы замѣчаемъ въ стереоскопѣ, что однѣ буквы отступаютъ назадъ, другія выступаютъ впередъ и т. д.

На этомъ свойствѣ стереоскопіи основано стереоскопическое сравненіе бумажныхъ денегъ и всякихъ другихъ документовъ для изслѣдованія ихъ неподдѣльности. Фальсификатъ покажеть

¹⁾ Круги вокругъ планеты не имѣютъ зѣбъ ничего общаго съ вольцами Сатурна.

намъ всегда, въ сравненіи съ настоящимъ экземпляромъ, нѣкоторыя выступающія изъ плоскости буквы или другія неточности, такъ какъ абсолютно-точная репродукція всѣхъ разстояній при поддѣлкахъ лежитъ въ всякой возможности.

Въ группѣ (5) мы видимъ:

на первомъ планѣ—5 чертъ направо,

затѣмъ—9 чертъ въ серединѣ,

потомъ—5 чертъ нальво;

на заднемъ планѣ—кругъ.

Въ группѣ (6):

на первомъ планѣ: большой кругъ въ нижней части,

затѣмъ—меньшій кругъ въ той же части,

потомъ—большой кругъ въ верхней части,

далѣе—внѣшній кругъ;

на заднемъ планѣ—самый маленький кругъ.

Въ группѣ (7) фигуры слѣдуютъ въ слѣдующемъ порядкѣ:

a) прямоугольникъ | надъ простымъ крестомъ;

b) треугольникъ

c) башня съ крестомъ и кольцомъ на крестѣ,

d) черный прямоугольникъ,

e) флагъ,

f) черный кругъ,

g) черный треугольникъ,

h) двойной крестъ,

i) внѣшній кругъ.

Въ группѣ (8):

впереди—башня и оба треугольника,

позади—кольцо.

Теле-стереоскопъ и рельефъ-телескопъ.

Наша способность получать невооруженными глазами стереоскопическія впечатленія простирается только до известного предѣла. Только до этого предѣла мы въ состояніи различать разстоянія и измѣрять ихъ глазомъ; въ его намъ всѣ предметы кажутся находящимися въ одной плоскости.

Пусть будуть О и О' мѣста глазъ и М пусть будетъ предѣльный предметъ, который мы еще безъ напряженія глазъ въ состояніи рельефно видѣть.

Обозначивъ разстояніе глазъ черезъ a , разстояніе предмета отъ послѣднихъ черезъ D и уголъ глазныхъ осей ОМ и ОМ' буквой α , имѣемъ:

$$D = \frac{a}{2} \operatorname{ctg} \frac{\alpha}{2}. \quad (1)$$

Д называется радиусомъ „стереоскопическое поле“, а „базисомъ стереоскопического зрѣнія“ и α „паралактическимъ угломъ“.

Нашли, что предѣлъ чувствительности при среднемъ разстояніи глазъ въ 65 mm. соотвѣтствуетъ углу $\alpha = 30^\circ$, т. е. радиусъ „стереоскопического поля“, внутри котораго мы въ состояніи получать представленіе предметовъ въ пространствѣ и оцѣнивать „глазомъ“ ихъ разстоянія, равенъ приблизительно 450 метрамъ.

По Гельмгольцу $\alpha = 1^\circ$, Pulfrich же нашелъ, что у многихъ лицъ онъ доходитъ даже до 10° .

Радиусъ „стереоскопического поля“ находится въ прямой зависимости отъ „базиса стереоскопичекого зрѣнія“, т. е. отъ разстоянія глазъ.

Увеличивая базисъ стереоскопического зрѣнія, мы расширяемъ, вмѣстѣ съ тѣмъ, стереоскопическое поле, и намъ предметы на разстояніи больше 450 метровъ не кажутся болѣе находящимися въ одной плоскости съ безконечно-удаленными предметами.

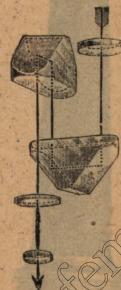
Гельмгольцъ былъ первымъ, который своимъ теле-стереоскопомъ далъ методъ для искусственного расширенія разстоянія глазъ. Однако, построенный по его указаніямъ теле-стереоскопъ не получилъ распространенія.

Въ началѣ 90-ыхъ годовъ фирма Zeiss начала заниматься выдѣлкой полевыхъ биноклей съ увеличенной пластинкой. Фигура (2) представляетъ собою первый изъ подобныхъ биноклей, выпущенныхъ фирмой. Система призмъ по Порро, поставленная на пути лучей (черт. 3), даетъ четыре полныхъ внутреннихъ от-



Фиг. 2.

Полевой бинокль Цейсса съ увеличенной пластинкой.

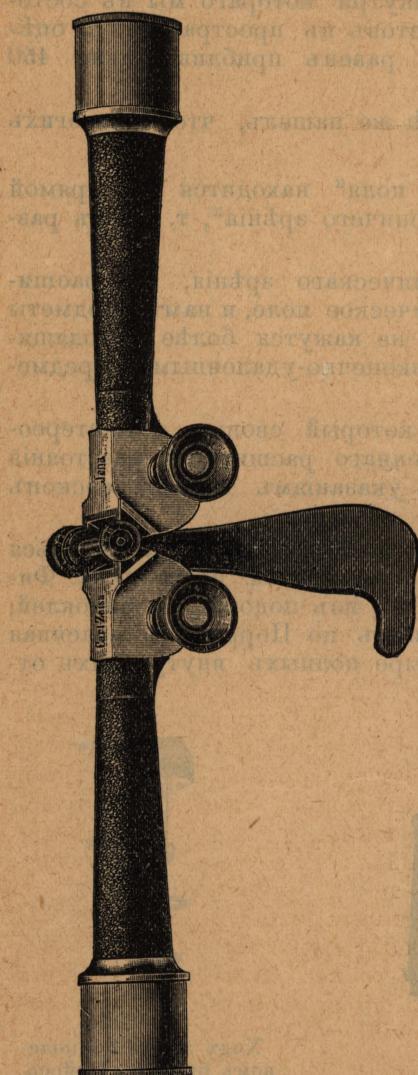


Фиг. 3.

Ходъ лучей въ полевомъ бинокль Цейсса.

раженія; фокусное разстояніе объективовъ, поэтому, увеличивается,—слѣдовательно, и увеличеніе становится больше. Разстояніе объективовъ въ $1\frac{3}{4}$ раза больше разстоянія окуляровъ. Стереоскопический эффектъ поэтому почти вдвое больше, чѣмъ у обыкновенныхъ биноклей. Специфическая пластинка бинокля, какъ выражаются, равна здѣсь $1\frac{3}{4}$.

Еще болѣе сильные стереоскопические эффекты достигаются посредствомъ, такъ называемыхъ, *рельефъ-телескоповъ* (фиг. 4 и 5). Они, помимо большаго разстоянія объективовъ, отличаются отъ полевыхъ биноклей еще тѣмъ, что призма, дающая первое полное



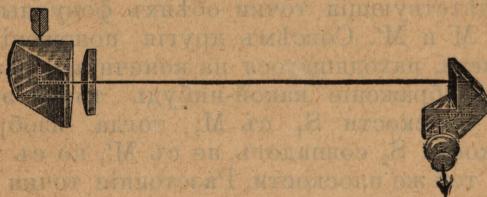
Фиг. 4.
Рельефъ-телескопъ Цейсса.



Фиг. 5.
Рельефъ-телескопъ Цейсса.

внутреннее отраженіе, находится передъ объективомъ. На чертежѣ (6) обозначенъ ходъ лучей въ такомъ телескопѣ. Лучи падаютъ на призмы P_1 и P_2 , претерпѣваютъ здѣсь полное внутреннее отраженіе и идутъ черезъ объективы O_1 и O_2 въ трубы, гдѣ они, послѣ трехъ полныхъ внутреннихъ отраженій, проходить черезъ систему призмъ по Порро, и черезъ окуляры направляются за-тѣмъ къ глазамъ,

Рельефъ-телескопы, благодаря ихъ прекраснымъ стереоско-
ническимъ эффектамъ, чрезвычайно важны для военныхъ цѣлей.
По мѣрѣ того, какъ орудійная техника все болѣе и болѣе усо-
вершенствовалась, явилась потребность въ такихъ оптическихъ
инструментахъ, которые давали бы возможность различать и также
измѣрять разстоянія между предметами, находящимися на очень



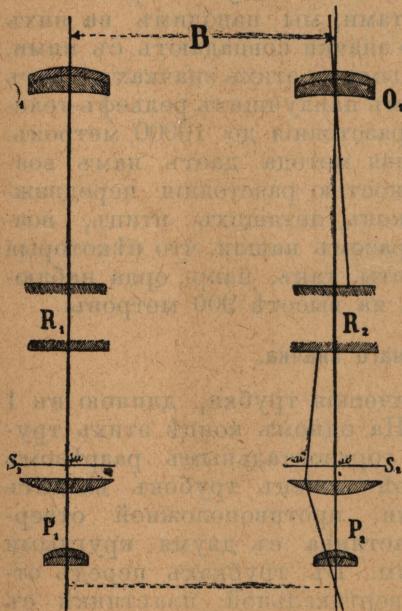
Фиг. 6.

Ходъ лучей въ рельефъ-телескопѣ. Цейса.

большомъ разстояніи отъ наблюдателя. Рельефъ-телескопы удо-
влетворяютъ этимъ условіямъ, и потому они получили широкое
распространеніе. Также для моряка они имѣютъ большое значе-
ніе, давая ему возможность видѣть отдаленные берега и все на-
ходящееся на нихъ не въ одной плоскости, но пластично.

Особенное значение получили рельефъ-телескопы съ тѣхъ
поръ, какъ ихъ начали примѣнять для измѣренія разстояній. Въ
1893 году инженеръ *de-Groussilliers* въ Шарлотенбургѣ сообщилъ

фирмѣ Цейссъ свою идею отно-
сительно примѣненія рельефъ-
телескопа въ качествѣ стереоско-
пического измѣрителя разстояній.
Если помѣстить на оптическихъ
осахъ обѣихъ трубъ или въ дру-
гихъ соответствующихъ точкахъ
обѣихъ фокусныхъ плоскостей
значки, то, смотря въ телескопъ,
мы получаемъ впечатлѣніе, будто
мы видимъ одинъ значекъ, нахо-
дящійся отъ насть на безконечно-
большомъ разстояніи; если же
разстояніе значковъ меньше раз-
стоянія объективовъ, то мы ви-
димъ только одинъ, плавающій въ
полѣ зрѣнія значекъ, котораго раз-
стояніе обратно-пропорциональ-
но разницѣ между разстояніями
объективовъ и значковъ и мо-
жетъ быть легко вычислено съ
помощью фокусного разстоянія.



Фиг. 7.

Вычисление положенія значковъ
производится слѣдующимъ обра-
зомъ. Пусть будутъ на чертежѣ (7) O_1 и O_2 объективы двой-
ного телескопа, S_1 и S_2 фокусные плоскости и P окуляры. Си-

стема призмъ по Порро, служащая для обворачивания изображений и для сближения осей обеихъ трубъ до разстоянія глазъ, обозначена на чертежѣ черезъ R. Базисъ стереоскопического зреенія, т. е. разстояніе обоихъ объективовъ, обозначено буквой В.

Если оси обоихъ телескоповъ совершенно параллельны, то изображения одной и той же безконечно-отдаленной точки падаютъ въ соответствующія точки обеихъ фокусныхъ плоскостей; напримѣръ, въ М и М'. Совсѣмъ другія положенія имѣютъ изображения предмета, находящагося на конечномъ разстояніи Е. Положимъ, что изображеніе какой-нибудь точки этого предмета совпадаетъ въ плоскости S₁ съ М; тогда изображеніе той же точки въ плоскости S₂ совпадетъ не съ М', но съ нѣкоторой другой точкой М" той же плоскости. Разстояніе точки М" отъ М' вычисляется по формулѣ:

$$a = \frac{BF}{E} \quad (2)$$

гдѣ В, F и Е известныя величины.

Пульфрихъ распредѣлилъ значки на трехъ прямыхъ, идущихъ подъ разными углами наклоненія въ глубину, и надписалъ надъ каждымъ изъ значковъ соответствующее разстояніе въ гектометрахъ (фиг. 8). Смотря въ рельефъ-телескопъ, мы получаемъ впечатлѣніе, будто мы видимъ предъ собою длинную улицу, на которой разставлены поверхные камни. Желая узнать разстояніе между какими-нибудь двумя предметами, мы наводимъ на нихъ рельефъ-телескопъ и смотримъ, какіе значки совпадаютъ съ ними. Разница между числами, обозначенными на этихъ значкахъ, даетъ намъ искомое разстояніе. Помощствомъ наилучшихъ рельефъ-телескоповъ мы въ состояніи измѣрять разстоянія до 10000 метровъ.

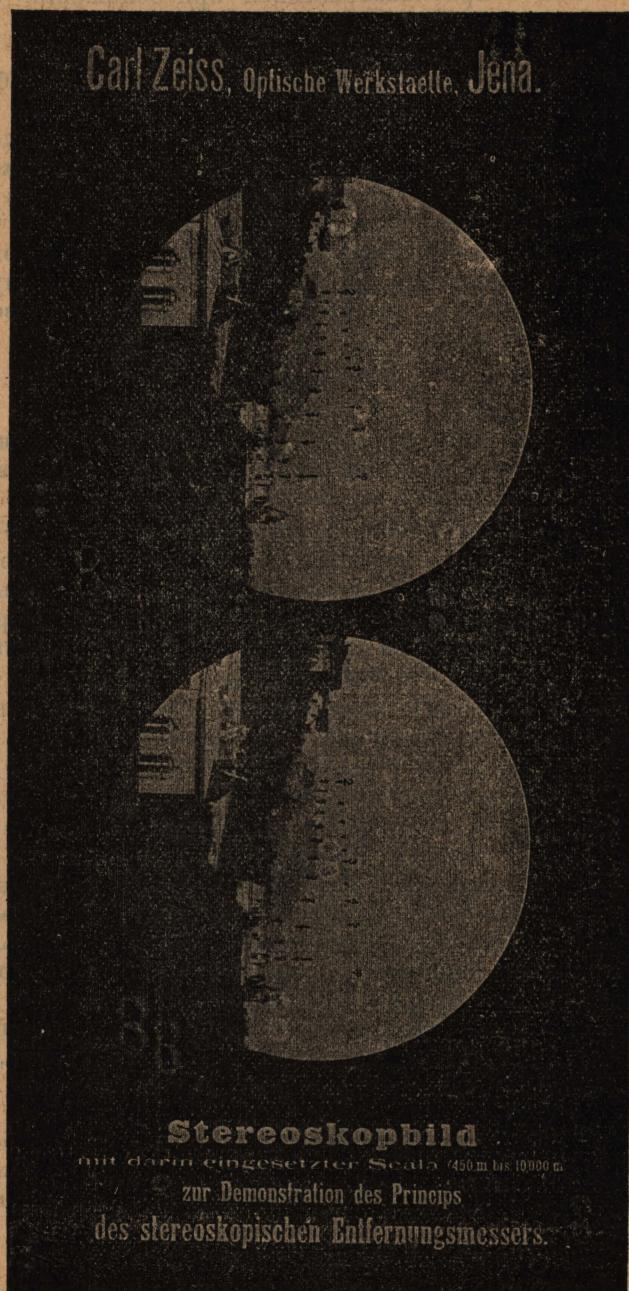
Стереоскопическая измѣрительная метода даетъ намъ возможность измѣрять съ большою точностью разстоянія передвижныхъ объектовъ,—какъ, напр., облаковъ, летящихъ птицъ, воздушныхъ шаровъ и т. д. Такимъ образомъ нашли, что нѣкоторые птицы долетаютъ до громадной высоты, такъ, напр., орла наблюдали на высотѣ 2000 метровъ, аиста на высотѣ 900 метровъ.

Принципъ передвижного значка.

Пульфрихъ сложилъ двѣ металлическія трубки, длиною въ 1 метръ и съ діаметромъ въ 55 mm. На одномъ концѣ этихъ трубокъ онъ помѣстилъ пластинку съ горизонтальнымъ разрѣзомъ въ 2 mm. шириной для глазъ. Другой конецъ трубокъ входитъ въ ящикъ, у котораго вмѣсто стѣнки, противоположной отверстіямъ, помѣщена металлическая пластинка съ двумя круглыми отверстіями съ діаметромъ въ 40 mm. Въ трубкахъ передъ отверстіями находится по маленькой вертикальной пластинкѣ съ остріемъ. Эти пластинки, которыхъ острія доходятъ до осей трубокъ, могутъ передвигаться посредствомъ микрометрическаго винта. Когда мы черезъ трубы рассматриваемъ какой-нибудь ландшафтъ, то пластинки съ остріями кажутся намъ спроектиро-

ванными въ послѣдній. Измѣнія разстояніе пластинокъ другъ

Carl Zeiss, Optische Werkstätte, Jena.



отъ друга, мы получаемъ впечатлѣніе, будто ихъ разстояніе отъ

нась измѣняется. Пластинки намъ кажутся удаляющимися при раздвижении ихъ и приближающимися при сближеніи. Это передвиженіе пластинокъ и можетъ служить мѣрой для измѣренія разстояній.

Пусть будутъ О и О' мѣста глазъ (фиг. 9) наблюдателя, Р пусть будетъ точка, разстояніе Е которой отъ нась мы

желаемъ опредѣлить. ОР и ОР' представляютъ собою глазныя оси. Мы помѣщаемъ пластинки съ остріями такимъ образомъ, чтобы онѣ казались намъ спроектированными въ точкѣ Р. Обозначая разстояніе глазъ другъ отъ друга буквой А₀, разстояніе пластинокъ черезъ А и длину трубки черезъ е, мы имѣемъ для искомаго разстоянія:

$$E = \frac{A_0 e}{A_0 - A} \dots \dots \quad (3)$$

При данныхъ А₀ и е мы всегда можемъ опредѣлить искомое разстояніе, если разстояніе А известно; это же послѣднее даетъ намъ непосредственно барабанъ микрометрическаго винта.

Изъ формулы (3) видно, что при увеличеніи А разстояніе Е увеличивается и наоборотъ; оно дѣлается равнымъ безконечности, т. е. рассматриваемая точка кажется намъ находящейся въ безконечности, если А=А₀.

Этотъ способъ измѣренія извѣстенъ подъ наименіемъ: „принципа передвижного значка“ въ отличие отъ „принципа неподвижныхъ значковъ“, о которомъ мы говорили въ предыдущемъ параграфѣ.

Передвижный значекъ даетъ намъ возможность измѣрять не только разстоянія между предметами на землѣ, но и виѣ ея; такъ, напр., мы въ состояніи безъ малѣшаго труда и съ большою точностью измѣрять разстоянія между небесными тѣлами, высоту горъ на лунѣ и т. д. Измѣреніе производится слѣдующимъ образомъ. Чтобы опредѣлить, напримѣръ, разстояніе какого-нибудь спутника Юпитера отъ планеты, мы устраиваемъ такъ, чтобы передвижный значекъ совпалъ, положимъ, со спутникомъ и вращаемъ заѣмъ барабанъ микрометрическаго винта до тѣхъ поръ, пока значекъ не совпадетъ съ планетой; искомое разстояніе отсчитываемъ на барабанѣ.

Пульфрихъ, опредѣливъ такимъ образомъ, съ наиболѣе возможной точностью, высоту цѣлой массы горъ на лунѣ, нашелъ, что луна не сплюснута у полюсовъ, какъ полагали прежде, а шарообразна.

Стерео-компараторъ.

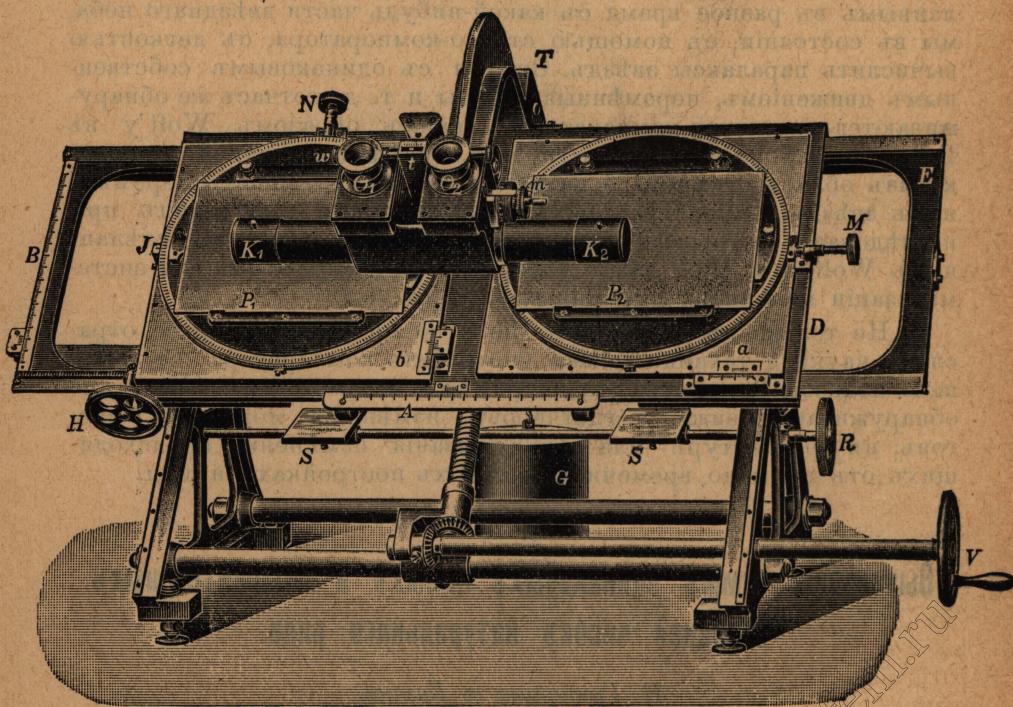
Изъ формулы (3) слѣдуетъ, что при увеличеніи А₀, т. е. базиса стереоскопического зрѣнія, увеличивается также радиусъ стереоскопического поля Е. Если А₀ приближается къ безконечно-



Фиг. 9.

сти, то и Е приближается къ тому же предѣлу. Еслибъ намъ, поэтому, какимъ-нибудь образомъ удалось расширить базисъ A_0 , т. е. разстояніе между глазами, до безконечности, то мы и отъ безконечно-отдаленныхъ предметовъ въ состояніи были бы получать стереоскопическія впечатлѣнія.

Эту мысль удалось теперь реализировать слѣдующимъ образомъ: фотографируютъ какую-нибудь часть неба сегодня и полгода спустя; такимъ образомъ, мы рассматриваемъ извѣстную часть неба съ двухъ точекъ земной орбиты, расположенныхъ диаметрально противоположно другъ къ другу и находящихся, слѣдовательно, на разстояніи, равномъ двойному разстоянію солнца отъ земли; этимъ самымъ мы достигаемъ того, что разстояніе нашихъ глазъ расширено до 40 миллионовъ миль или, можно сказать, до безконечности.



Фиг. 10.

Стерео-компараторъ.

Для разматриванія подобного рода стереоскопическихъ изображеній Пульфрихомъ, которому вся современная стереоскопія обязана своимъ развитіемъ, устроенъ, такъ называемый, *стерео-компораторъ*.

Фигура (10) представляетъ собою внешній видъ стерео-компоратора. Обѣ пластиинки P_1 и P_2 лежать на нѣсколько наклонной рамкѣ D, которую можно передвигать по рамкѣ E слѣва направо

и наоборотъ. Это передвиженіе производится посредствомъ винта Н. Для передвиженія рамки Е вмѣстѣ съ рамкой D сверху внизъ служить рукоятка V. Надъ рамкой D находится стереоскопическій микроскопъ съ объективами при К₁ и К₂, и окулярами при О₁ и О₂. По своей конструкціи стереоскопической микроскопъ похожъ на стереоскопической измѣритель разстояній. Для освѣщенія пластиночъ служатъ два зеркала S₁, лежащія подъ рамкой D. Измѣреніе производится посредствомъ „передвижного значка“, находящагося въ главной фокусной плоскости. Этотъ значекъ передвигаютъ микрометрически до тѣхъ поръ, пока онъ не кажется намъ находящимся на одинаковомъ разстояніи съ изслѣдуемымъ предметомъ.

Стерео-компораторъ имѣеть, прежде всего, громадное значеніе въ астрономіи. По двумъ фотографическимъ снимкамъ, сдѣланнымъ въ разное время съ какой-нибудь части звѣзднаго неба, мы въ состояніи, съ помощью стерео-компоратора, съ легкостью вычислить паралаксы звѣздъ. Звѣзды съ одинаковымъ собственнымъ движениемъ, перемѣнныя звѣзды и т. д. тотчасъ же обнаруживаются въ стерео-компараторѣ. Такимъ образомъ Wolf'у въ Гейдельбергѣ удалось открыть, при изслѣдованіи одной пластиинки изъ области туманнаго пятна въ Оріонѣ, 10 новыхъ перемѣнныхъ звѣздъ. Самъ Пульфрихъ открылъ новый планетоидъ при изслѣдованіи фотографическихъ снимковъ съ Сатурна, сдѣланныхъ Wolf'омъ. Wolf далѣе употребляетъ компараторъ для систематизаціи маленькихъ туманныхъ пятенъ.

Не только въ астрономіи, но и во многихъ другихъ отрасляхъ науки и техники можно употребить компараторъ съ большою пользою; въ географіи, напримѣръ, онъ можетъ служить для обнаруживанія движенія глетчеровъ, измѣненія морскихъ береговъ; въ архитектурѣ—для обнаруживанія измѣненій, происходящихъ отъ поры до времени въ разныхъ постройкахъ и т. д.

Вычислениe суммъ одинаковыхъ цѣлыхъ и положительныхъ степеней чиселъ натурального ряда.

Е. Григорьевъ въ Казани.

Статья того же заглавія, помѣщенная въ №№ 110 и 111 „Вѣстн. Оп. Физ.“ и принадлежащая г. Зимину, при всей безуокоризненности разсужденій, страдаетъ, на нашъ взглядъ, существеннымъ недостаткомъ—сложностью выкладокъ и малодоступностью въ мнемоническомъ отношеніи формъ тѣхъ выражений, которыя почтенный авторъ ставить своей конечной цѣлью.

Между тѣмъ, элементарное изложеніе того же вопроса значительно облегчается и результаты принимаются весьма удобную

форму, если пользоваться, хотя бы въ самой ограниченной степени, методомъ сокращенного, или, какъ говорятьъ, *символического* обозначенія, въ основаніи котораго лежитъ крайне простой принципъ.

Рассмотримъ тожество

$$(x+1+B)^m - (x+B)^m = [x+(B+1)]^m - (x+B)^m, \quad (1)$$

въ которомъ m — цѣлое положительное число, x — произвольное, а B — пока неопределеное, но конечное количество. Если обѣ части взятаго тожества развернуть по формулѣ Ньютона, то, очевидно, коэффициенты при одинаковыхъ степеняхъ B равны между собой; следовательно, это тожество будетъ существовать и въ томъ случаѣ, если различныя степени B , B^2 , B^3 , ... замѣнить какими-нибудь числами B_1 , B_2 , B_3 ,

Условимся называть символическимъ выражениемъ всякое выражение, въ которомъ показатели нѣкоторыхъ буквъ должны быть рассматриваемы, какъ индексы; въ нашемъ изложеніи роль такихъ буквъ будетъ играть буква B .

Равенство двухъ символическихъ выражений будемъ называть символическимъ равенствомъ.

Разложивъ вторую часть нашего символического тожества по биному Ньютона и соединивъ члены съ одинаковыми степенями x , получимъ символическое выраженіе

$$\begin{aligned} & mx^{m-1} + \frac{m(m-1)}{1.2} [(B+1)^2 - B^2] x^{m-2} + \\ & + \frac{m(m-1)(m-2)}{1.2.3} [(B+1)^3 - B^3] x^{m-3} + \dots + [(B+1)^m - B^m]. \end{aligned} \quad (2)$$

Опредѣлимъ неопределеное числа B_1 , B_2 , B_3 , ... подъ тѣмъ условіемъ, чтобы были удовлетворены послѣдовательно символическія уравненія вида

$$(B+1)^k - B^k = 0, \quad (3)$$

гдѣ k принимаетъ всевозможныя цѣлые значенія, начиная съ $k = 2, 3, \dots$

Послѣ этого въ выраженіи (2) останется одинъ только первый членъ, и тожество (1) обратится въ

$$(x+1+B)^m - (x+B)^m = mx^{m-1}. \quad (4)$$

Это символическое тожество, въ которомъ, по раскрытии скобокъ, слѣдуетъ показатели буквы B замѣнить соответственными индексами, позволяетъ вполнѣ и при томъ сравнительно просто решить поставленную задачу.

Но прежде этого остановимся на вычисленіи значеній чиселъ B_1 , B_2 , B_3 , ... и при этомъ убѣдимся, что условіе, принятое нами

относительно ихъ, выполнимо. Уравненіе (3), по освобожденіи его отъ символической формы, имѣть видъ:

$$kB_{k-1} + \frac{k(k-1)}{1.2} B_{k-2} + \dots + kB_1 + 1 = 0$$

и совпадаетъ съ тѣмъ, которое привель г. Зиминъ на стр. 253.

Принимая въ этомъ рекуррентномъ соотношений $k=2, 3, \dots$, имѣемъ

$$2B_1 + 1 = 0$$

$$3B_2 + 3B_1 + 1 = 0$$

откуда последовательно находимъ

$$B_1 = -\frac{1}{2}, B_2 = \frac{1}{6}, B_3 = 0, B_4 = -\frac{1}{30}, B_5 = 0, \dots$$

Такимъ образомъ, увеличивая каждый разъ k на единицу, мы получаемъ новое уравненіе и, вмѣстѣ съ тѣмъ, вводимъ новое неизвѣстное число B , которое изъ него и вычисляется; нечего говорить о томъ, что процессъ этотъ можетъ продолжаться неопределенно, и найденные такимъ способомъ числа B суть числа рациональныя и конечныя. Они въ первый разъ были введены въ науку знаменитымъ математикомъ Я. Бернулли (1654—1705) и въ честь его еще Моавромъ (1667—1754); указавшимъ соотношеніе (3), названы „числами Я. Бернули“ ¹⁾.

Изложенный пріемъ неудобенъ тѣмъ, что для вычисленія какого-нибудь Бернулліева числа необходимо знать всѣ предшествующія числа. Существуютъ другіе способы и нѣсколько весьма общихъ формулъ, по которымъ вычисленіе любого Бернулліева числа выполняется независимо отъ другихъ такихъ чиселъ. Бернулліевы числа подчиняются многимъ любопытнымъ соотношеніямъ и имѣютъ важное значеніе во многихъ вопросахъ Анализа.

Тожество (4) можетъ доставить разнообразныя зависимости между числами Бернулли. Такъ, полагая въ немъ $x=-1$ и измѣняя t въ k , находимъ слѣдующее соотношеніе въ символической формѣ:

$$B^k - (B - 1)^k = (-1)^{k-1} k.$$

Складывая его съ (3) и замѣняя k четными числами $2n$, имѣемъ

$$(B + 1)^{2n} - (B - 1)^{2n} = -2n,$$

или, переходя отъ символического обозначенія къ обыкновенному,

¹⁾ Эти числа, если рассматривать ихъ абсолютныя значенія и не принимать во вниманіе нулей, сначала убываютъ, а потомъ, начиная съ $B_8 = -\frac{1}{30}$, возрастаютъ и обращаются въ бесконечность при бесконечномъ значеніи индекса. Существуетъ таблица ихъ значеній, доведенная до B_{134} .

помня при этомъ значеніе $B_1 = -\frac{1}{2}$, получаемъ, если назвать ради краткости черезъ $(2n)_1, (2n)_2, \dots$ биноміальныя коэффиціенты

$$(2n)_1 B_{2n-1} + (2n)_3 B_{2n-3} + \dots + (2n)_3 B_3 = 0,$$

соотношеніе, содержащее Бернулліевы числа исключительно съ нечетными индексами; при помощи его, принимая послѣдовательно $n=2, 3, \dots$, убѣждаемся, что всѣ Бернулліевы числа съ этими индексами, кроме $B_1 = -\frac{1}{2}$, суть нули.

Переходя теперь къ вопросу объ опредѣленіи суммъ однаполовыхъ степеней чиселъ натурального ряда, мы составимъ рядъ тожествъ, замѣняя въ тожествѣ (4) x послѣдовательно черезъ $x+1, x+2, \dots, x+n-1$, гдѣ n цѣлое положительное число, сложимъ ихъ и получимъ:

$$(x+n+B)^m - (x+B)^m = m[x^{m-1} + (x+1)^{m-1} + \dots + (x+n-1)^{m-1}],$$

откуда, при $x=0$, имѣемъ

$$m[1^{m-1} + 2^{m-1} + \dots + (n-1)^{m-1}] = (n+B)^m - B^m,$$

или, обозначивъ черезъ S_m сумму m^{m-1} степеней чиселъ натурального ряда отъ 1 до $(n-1)$ включительно, находимъ искомое выраженіе суммы S_{m-1} символическаго характера

$$S_{m-1} = \frac{(n+B)^m - B^m}{m}.$$

Такъ какъ тожество (4) существуетъ при всякомъ цѣломъ положительному $m > 1$, но и найденное сейчасъ выраженіе имѣеть мѣсто при тѣхъ же значеніяхъ m . Если освободиться здѣсь отъ символической формы, то получится многочленъ m -ой степени, цѣлый относительно n . Этотъ многочленъ обыкновенно разсматривается и подвергается изученію при любомъ значеніи своего переменнаго, которое мы будемъ означать черезъ x , и носить название „функциї Я. Бернулли“. Наиболѣе употребительное обозначеніе Бернулліевой функциї — это $\varphi(x)$ съ соответствующимъ индексомъ, такъ что

$$\varphi_{m-1}(x) = \frac{(x+B)^m - B^m}{m} \quad (5)$$

или въ раскрытой формѣ

$$\varphi_{m-1}(x) = \frac{1}{m} [x^m + (m)_1 B_1 x^{m-1} + (m)_2 B_2 x^{m-2} + \dots + (m)_1 B_{m-1} x], \quad (6)$$

гдѣ $(m)_1, (m)_2, \dots$ биноміальныя коэффиціенты.

Соответственно различнымъ значеніямъ индекса получаются Бернулліевые функциї $\varphi_1(x), \varphi_2(x), \varphi_3(x), \dots$ различныхъ порядковъ.

Характернымъ свойствомъ этихъ функций, какъ слѣдуєтъ

изъ предыдущаго, является то, что для цѣлаго значенія переменнаго $x=n$, онъ даютъ суммы одинаковыхъ степеней натуральныхъ чиселъ отъ 1 до $(n-1)$ включительно, т. е. $\varphi_m(n)=S_m^{-1}$.

Изъ выражения (6) непосредственно заключаемъ, что $\varphi_{m-1}(x)$ представляетъ цѣлый относительно x многочленъ m -ой степени, не содержащій члена свободного отъ x , т. е. обращающійся въ нуль вмѣстѣ съ x ; точно также легко видѣть, что Бернулліева функция нечетнаго порядка $\varphi_{2k-1}(x)$ при $k > 1$ не содержитъ и члена съ первой степенью x , ибо коэффиціентомъ этого члена при $m=2k$ служить Бернулліево число $B_{2k-1}=0$.

Составивъ по равенству (5) выраженіе для $\varphi_{m-1}(x+1)$ и вычитая отсюда $\varphi_{m-1}(x)$, находимъ:

$$\varphi_{m-1}(x+1)-\varphi_{m-1}(x)=\frac{1}{m}\left[(x+1+B)^m-(x+B)^m\right],$$

или, принимая во вниманіе тожество (4), замѣтивъ послѣ этого m на $m+1$, имѣемъ

$$\varphi_m(x+1)-\varphi_m(x)=x^m,$$

свойство Бернулліевыхъ функций, очевидное для случая x цѣлаго и положительного.

Это соотношеніе, сопровождающее извѣстнымъ уже намъ условіемъ $\varphi_m(0)=0$, можетъ быть принято за опредѣленіе Бернулліевыхъ функций и допускаетъ установить полную ихъ теорію ²⁾. Частными случаями того же соотношенія и условія $\varphi_m(0)=0$ являются значенія $\varphi_m(1)=0$ и $\varphi_m(2)=1$.

Предлагаемъ читателю доказать, что Бернулліевы функции четныхъ порядковъ обращаются въ нуль также и при $x=\frac{1}{2}$, замѣтивъ только, что такое ихъ свойство представляетъ прямое слѣдствіе другого любопытнаго соотношенія

$$\varphi_m(1-x)=(-1)^{m-1}\varphi_m(x).$$

Послѣ всего этого можно считать доказаннымъ, что Бернулліевы функции нечетнаго порядка (выше первого) дѣлятся на

¹⁾ Мы приписываемъ символамъ S_m иное значеніе, чѣмъ г. Зиминъ; такое обозначеніе, удобное уже потому, что доставляетъ столь сжатую формулу (5), является въ то же время установленнѣемъ въ теоріи Бернулліевыхъ функций. Выраженіе (6) не будетъ отличаться отъ формулы г. Зимина, данной на стр. 256, если измѣнить въ немъ m на $m+1$, прибавить, вслѣдствіе разницы въ обозначеніяхъ, членъ x^m (для чего достаточно вмѣсто B_1 написать $\frac{1}{2}$) и отбросить члены, содержащіе Бернулліевы числа съ нечетными индексами.

²⁾ См. Н. Я. Сопинъ „О Бернулліевыхъ полиномахъ и ихъ приложенияхъ“ (Варш. Универс. Изв. 1888 г. №№ 3 и 4).

$x^2(x-1)$, а четнаго порядка — на $x(x-1)(2x-1)$, примѣромъ чего служать известныя значенія суммъ квадратовъ и кубовъ чиселъ натурального ряда.

Въ заключеніе остается указать еще одно свойство Бернулліевыхъ функций, служившее академику В. Г. Имшенецкому исходнымъ пунктомъ изложения ихъ теоріи¹⁾ и приведенное также въ статьѣ г. Зимиша; оно даетъ возможность, имѣя выражение для функции $\varphi_{m-1}(x)$, составить выраженіе для $\varphi_m(x)$; мы найдемъ законъ составленія, если сравнимъ многочленъ, стоящий въ скобкахъ равенства (6), съ тѣмъ, который получимъ изъ того же равенства замѣткой m на $m+1$:

$$\varphi_m(x) = \frac{1}{m+1} \left[x^{m+1} + (m+1)_1 B_1 x^m + (m+1)_2 B_2 x^{m-1} + \dots + (m+1)_m B_m x \right];$$

такимъ образомъ убѣждаемся, что второй изъ этихъ многочленовъ можетъ быть составленъ по первому, если этотъ послѣдній умножить на x и на $m+1$, а въ полученномъ выражении каждый коэффициентъ раздѣлить на соотвѣтствующаго ему показателя при x ; сюда придется прибавить еще новый членъ $(m+1)_1 B_m x$, коэффициентъ котораго, Бернулліево число B_m , можетъ быть определенъ известнымъ уже намъ способомъ или, оставленный пока неопределеннымъ, вычисленъ при помощи какого-нибудь частнаго значения переменнаго x .

Присоединяемъ здѣсь небольшую таблицу значеній Бернулліевыхъ чиселъ:

$$\begin{aligned} B_1 &= -\frac{1}{2}, & B_8 &= -\frac{1}{30}, & B_{16} &= -\frac{3617}{510}, \\ B_2 &= \frac{1}{6}, & B_{10} &= \frac{5}{66}, & B_{18} &= \frac{43867}{798}, \\ B_4 &= -\frac{1}{30}, & B_{12} &= -\frac{691}{2730}, & B_{20} &= -\frac{174611}{330}, \\ B_6 &= \frac{1}{42}, & B_{14} &= \frac{7}{6}, & B_{22} &= \frac{854513}{138}. \end{aligned}$$

Казань, 1903 г., январь.

НАУЧНАЯ ХРОНИКА.

Скорость распространенія рентгеновскихъ лучей. Согласно сообщенію въ „Comptes Rendus“ Blondlot, удалось определить скорость распространенія X-лучей. Мы помѣстимъ въ непродолжительномъ

¹⁾ „О функции Я. Бернули и выраженіи разности между однопредѣльной суммой и интеграломъ“ (Уч. Зап. Каз. Унив. 1870 г.).

времени более подробный рефератъ объ этой работе. Покамѣстъ обратимъ лишь вниманіе на тотъ знаменательный фактъ, что скорость оказалась такая же, какъ и скорость распространенія свѣтовыхъ колебаній.

Медаль имени Abel'я. По случаю юбилея Н. Н. Abel'я королевъ Швеціи и Норвегіи учреждена золотая медаль, стоимостью въ 1000 кронъ, которая будетъ выдаваться каждыя пять лѣтъ. Право предложенія кандидатовъ предоставлено Ученому Обществу въ Христіаніи. Медаль будетъ выдаваться за лучшія работы въ области чистой математики, опубликованныя за послѣдніе пятилѣтіе, и при томъ безъ различія національности.

Юбилей J. Bolyai. Клаузенбургскій Университетъ праздновалъ 15-го января (н. ст.) 1903 г. 100-лѣтній юбилей со дня рожденія питомца своего Johanna Bolyai, который, какъ известно, почти одновременно съ Н. И. Лобачевскимъ построилъ систему неевклидовыи геометріи. На торжественномъ засѣданіи сообщено было, между прочимъ, объ изданіи по поводу юбилея сборника на латинскомъ языке, который будетъ разосланъ Академіямъ Наукъ всего міра. Далѣе, учреждена интернаціональная премія имени Bolyai въ 10000 кронъ, которая будетъ выдаваться разъ въ пять лѣтъ (первый разъ въ 1905 году). Присужденіе премій будетъ происходить въ декабрьскомъ засѣданіи Венгерской Академіи Наукъ по предложенню жюри, состоящаго изъ двухъ действительныхъ членовъ Академіи и двухъ членовъ-корреспондентовъ.—По поводу юбилея Клаузенбургскій Университетъ избралъ Н. Poincaré Doctor'омъ *honoris causa*.

Новая біографія H. v. Helmholtz'a. Недавно вышелъ въ свѣтъ первый томъ обширной біографіи H. v. Helmholtz'a, составленной ученикомъ и товарищемъ его, профессоромъ математики Гейдельбергскаго Университета Leo Königsberger'омъ *). Біографія доведена въ этомъ томѣ до 1871-го года, когда Helmholtz былъ профессоромъ фізіологии въ Гейдельбергѣ и готовился жениться второй разъ. Она содержитъ много интереснаго о жизни великаго фізика; между прочимъ, цѣлый рядъ неизданныхъ до сихъ поръ писемъ. Къ роскошно выполненному изданію приложены три портрета Helmholtz'a: 1) v. Helmholtz по портрету, исполненному въ 1876 году художникомъ Lehnbauch'омъ, 2) Helmholtz по дагерротипу 1848-го года, принадлежавшему Emilie du Bois-Reymond'y, 3) Helmholtz по англійской гравюрѣ на мѣди отъ 1867 года.

Историческая справка о Poggendorff'ѣ. Какъ известно, Poggendorff, редакторъ журнала „Annalen der Physik und Chemie“ (теперь „Annalen der Physik“ подъ редакціей Drude) не принялъ статьи

*) Leo Königsberger, „H. v. Helmholtz“, Bd. I, (XII+375 p., mit 3 Bildnissen); Braunschweig, 1902, Vieweg & Sohn.; M. 8, in Leinw. M. 10, Halbf. M. 12.

Julius Robert Mayer'a, въ которой впервые ясно формулированъ былъ законъ сохраненія энергии. Та же участъ постигла и статью Helmholz'a, посвященную тому же предмету. Теперь оказывается, что также безъ всякаго основанія не была принята Poggendorff'омъ статья Philipp'a Reis'a, содержащая описание изобрѣтеннаго имъ первого телефона. (*Hoffmann's Zeitschrift*).

Дневникъ Gauss'a (*). Дневникъ Gauss'a, который, какъ было сообщено въ № 333 настоящаго журнала, былъ изданъ F. Klein'омъ по поводу 150-лѣтнаго юбилея Гётtingенскаго Ученаго Общества,—будетъ отпечатанъ также въ 57-омъ томѣ журнала *Mathematische Annalen* (Heft 11).

Новый пишущій телеграфъ. Около 5-ти лѣтъ тому назадъ У. Гетманъ, телеграфистъ на Западной жел. дор. въ Сѣв. Амер. Соед. Шт., изобрѣлъ простое приспособленіе, которое даетъ возможность передавать вполнѣ правильно телеграммы, работая на клавиатурѣ пишущей машины, какъ при обыкновенной перепискѣ. Теперь Гетманъ вошелъ въ соглашеніе съ компаніею пишущихъ машинъ Ремингтонъ (въ Илліонѣ) для эксплоатации этого изобрѣтенія, которое онъ еще болѣе усовершенствовалъ. Его машина состоитъ изъ комбинаціи пишущей машины съ телографическимъ аппаратомъ. Этотъ послѣдній устроенъ такимъ образомъ, что, если онъ ударить по клавишу клавиатуры, то онъ вполнѣ точно передаетъ соотвѣтственный знакъ алфавита Морзе. Машина соединена короткими проводниками съ линейнымъ проводомъ. Это изобрѣтеніе было испытано какъ на большихъ, такъ и на короткихъ разстояніяхъ и дало безукоризненные результаты. Союзъ печати въ Сѣв. Америкѣ приступилъ къ оборудованію этими аппаратами всѣхъ своихъ станцій. Къ сожалѣнію, источникъ, откуда заимствована эта замѣтка, не даетъ, болѣе подробныхъ свѣдѣній, объ этомъ интересномъ изобрѣтеніи.

(„Электротехникъ“).

РАЗНЫЯ ИЗВѢСТИЯ.

Назначеніе Kukuchi. Прofессоръ математики Кукучі въ Токіо назначенъ японскимъ министромъ народнаго просвѣщенія.

† Stokes. 2-го февраля (н. ст.) 1903 года скончался въ Лондонѣ сэръ G. G. Stokes на 84-омъ году жизни. О его научной дѣятельности мы сообщимъ болѣе подробная свѣдѣнія.

* См. № 333 „Вѣстника“, стран. 208—209.

РЕПЕНЗИИ.

„Сборникъ задачъ по элементарной физикѣ“ (курсъ среднихъ учебныхъ заведеній). Составилъ Р. Д. Пономаревъ, препод. Харьковскаго Реальнаго училища. Цѣна 1 руб.

Въ предисловіи къ этому „Сборнику“ авторъ, между прочимъ, указываетъ на то, что есть много противниковъ рѣшенія задачъ по физикѣ. Присоединяясь всецѣло къ мнѣнію автора о важности рѣшенія задачъ по физикѣ, мы можемъ лишь пожалѣть, что далеко не всѣ преподаватели физики обращаютъ должное вниманіе на это важное учебное пособіе при прохожденіи физики въ среднихъ учебныхъ заведеніяхъ. Если рѣшеніе задачъ, вообще, содѣствуетъ лучшему уразумѣнію и укрѣплѣнію въ памяти основъ изучаемой теоріи, то почему же липшать физику этого учебнаго средства? Съ другой стороны, если рѣшеніе задачъ, вообще, является еще и прекраснымъ воспитательнымъ средствомъ, вызывающимъ сообразительность, самодѣятельность и интересъ къ наукѣ въ учащемся, то почему же не внести въ содержаніе задачъ разнообразный и интересный материалъ, поставляемый физикой? Повторяемъ,—крайне жалѣмъ, что рѣшеніе задачъ по физикѣ остается въ пренебреженіи. Въ этомъ мы усматриваемъ одну изъ причинъ слабаго знанія этого важнаго предмета средняго образования.

Обращаясь теперь къ вышенназванному сборнику, мы съ удовольствіемъ отмѣчаемъ полноту и разнообразіе его содержанія. Ни одинъ отдѣль физики не оставленъ составителемъ безъ вниманія; въ этомъ отношеніи онъ выгодно выдѣляется изъ существующихъ сборниковъ. Есть въ „Сборникѣ“ не мало интересныхъ задачъ, особенно, въ „Звуки“, „Свѣтѣ“ и „Механикѣ“.

Мы считаемъ, однако, нѣкоторыя задачи липшими: таковы упражненія въ употребленіи мѣръ метрической системы, въ переводѣ показаній термометровъ, задачи на равномѣрное движение. Точно также можно было бы выбросить нѣкоторыя изъ повторяющихся и при томъ легкихъ задачъ на другое отдѣль физики. (Такихъ задачъ не мало въ „теплотѣ“ и „электричествѣ“). Взамѣнъ этого мы бы рекомендовали помѣстить нѣсколько задачъ съ русскими мѣрами (напр., на формулу $m=v.d$), чѣмъ особенно были бы подчеркнуты преимущества метрической системы мѣръ и смыслъ коэффиціентовъ пропорціональности.

Мы также рекомендовали бы помѣстить въ началѣ каждого отдѣла (въ особенности, въ „теплотѣ“) справочныя таблички; этимъ учащійся былъ бы поставленъ въ необходимость подумать надъ тѣмъ, чего—какого даннаго—недостаетъ ему для рѣшенія той или иной задачи и какъ себѣ помочь въ этомъ. Такія спра-
вочныя таблицы, сверхъ того, сократили бы условія задачъ и, слѣдовательно, объемъ книжки.

Было бы также желательно внести больше геометрического материала въ задачи на нѣкоторые отдѣлы (напр., на „Гидростатику“).

Рекомендуемъ этотъ „Сборникъ“ вниманію преподавателей физики и желаемъ ему самаго широкаго распространенія.

М. И.

ЗАДАЧИ ДЛЯ УЧАЩИХСЯ.

Рѣшенія всѣхъ задачъ, предложенныхъ въ текущемъ семестрѣ, будуть помѣщены въ слѣдующемъ семестрѣ.

№ 298 (4 сер.). Даны окружность O и точка A . Провести хорду xy этой окружности такъ, чтобы 1) площадь треугольника xAy и длина xy имѣли данное значение, или такъ, 2) чтобы площадь треугольника xAy и угол xAy имѣли данній значенія.

И. Александровъ (Тамбовъ).

№ 299 (4 сер.). Рѣшить систему уравнений

$$x^6 + x^2z^2 - y^2z = 0,$$

$$y^6 + y^2z^2 + x^2z = 0,$$

$$x + y + z = 0.$$

Ез. Григорьевъ (Казань).

№ 300 (4 сер.). Доказать, что число N не можетъ быть точной четвертой степенью, если $N - 5$ дѣлится безъ остатка на 9.

(Заимств.).

№ 301 (4 сер.). Рѣшить уравненіе

$$\operatorname{tg}x + \operatorname{tg}2x = n\operatorname{tg}3x.$$

(Заимств.).

№ 302 (4 сер.). Число N имѣть видъ $a^\alpha b^\beta c^\gamma$, гдѣ a, b, c —простыя, а α, β, γ —цѣлые числа. Определить N , зная, 1) что число всѣхъ дѣлителей числа N равно 24; 2) что α, β, γ суть послѣдовательныя цѣлые числа, при чмъ $\alpha < \beta < \gamma$; 3) что b и c также послѣдовательныя числа и $b > c$; 4) что $a^\alpha, b^\beta, c^\gamma$ тоже послѣдовательныя цѣлые числа и $a^\alpha < c^\gamma < b^\beta$.

(Заимств.).

№ 303 (4 сер.). Продавецъ отвѣсилъ покупателю дважды одно и то же, какъ ему казалось, количество товара; но вѣсы его были невѣрны. Кто изъ двухъ, продавецъ или покупатель, потерялъ при этомъ, если известно, что во второй разъ товаръ и гиря были положены на иныхъ чашкахъ, нежели въ первый разъ?

Л. Ямпольский (Braunschweig).

РЕШЕНИЯ ЗАДАЧЬ.

№ 220 (4 сер.). На данном отрезке BC построены треугольник BAC с углом A при вершине. На сторонах BA и CA взяты точки E и F такъ, что отрезки BF и CE равны данной длине a . Определить геометрическое мѣсто центра тяжести перемычки треугольника DEF , где D — средина BC .

Пусть K — средина отрезка FE . Построивъ параллелограммы $BFKM$ и $KECN$ и соединивъ точку D пряммы съ точками M и N , находимъ: $BM \parallel FK$, $CN \parallel KE$, откуда вытекаетъ, что $BM \parallel KE$. Слѣдовательно стороны BM , BD и угол MBD треугольника MBD равны соответственно сторонамъ CN , CD и углу NCD треугольника NCD ; поэтому треугольники MBD и NCD равны, а потому $MD = DN$, $\angle MDB = \angle NDC$. Извѣстно, что $\angle MBD = \angle NCD$, поэтому изъ послѣдняго равенства, принимая во вниманіе взаимное положеніе угловъ MBD и NDC , слѣдуетъ, что точки M , D и N лежатъ на одной прямой. Итакъ, KD есть медиана треугольника MKN , въ которомъ $\angle MKN = \angle A^*$, такъ какъ $MK \parallel BA$ и $KN \parallel CA$, — и $KM = KN$, такъ какъ $KM = BF = EC = KN = a$. Итакъ, KD есть медиана, а слѣдовательно и высота равнобедренного треугольника съ угломъ A^* при вершинѣ съ боковою стороною a . Поэтому $KD = a \cos \frac{A}{2}$, т. е. KD есть величина постоянная. Но KD есть также медиана треугольника DFE ($FK = KE$); поэтому, называя центръ тяжести этого треугольника черезъ G , найдемъ $DG = \frac{2}{3} KD = \frac{2}{3} a \cos \frac{A}{2}$, т. е. геометрическое мѣсто точки G есть окружность, описанная изъ D радиусомъ $\frac{2}{3} a \cos \frac{A}{2}$.

H. C. (Одесса).

№ 222 (4 сер.). Пусть $\frac{a}{x} + \frac{b}{y}$ сумь дѣлъ постѣдовательныя подходящія не-перерывной дроби. Показать, что дроби

$$\frac{a^2+x^2}{ab+xy} \text{ и } \frac{a^2-x^2}{ab-xy}$$

несократимы.

Предположимъ, что дробь $\frac{a^2+x^2}{ab+xy}$ сократима, и потому числа a^2+x^2 и $ab+xy$ имѣютъ общимъ дѣлителемъ нѣкоторое простое число p , неравнное 1. Тогда и число

$$(a^2+x^2)y^2 - (ab+xy)xy = a^2y^2 - abxy = ay(ay-bx) \quad (2)$$

дѣлится на p . Но, по свойству подходящихъ дробей, абсолютная величина числа $ay-bx$ равна 1; слѣдовательно (см. (2)), ay дѣлится на p .

Итакъ, числа

$$ay, a^2+x^2, ab+xy \quad (3)$$

дѣлятся на p . Предположимъ, что a^2+x^2 дѣлится на p ; тогда $a^2+x^2 = a^2 \pmod{p}$, т. е. x^2 (см. (3)) также дѣлится на p , а потому, по извѣстной теоремѣ, само число x

*) Собственно $\angle MKN$ равенъ или $\angle A$, или $180^\circ - \angle A$. Детальное изслѣдованіе показываетъ, что первое значеніе угла MKN отвѣтствуетъ случаю, когда отрезки BF и CE либо оба направлены по сторонамъ BA и CA треугольника ABC , либо оба — по ихъ продолженію; если же одинъ отрезокъ направленъ по сторонѣ, а другой по продолженію другой изъ двухъ сторонъ BA и CA , то надо взять второе значеніе.

**) Согласно съ предыдущей выносной, распространяя построение на всевозможные случаи, мы получимъ собственно двѣ концентрическія окружности радиусовъ $\frac{2}{3} a \cos \frac{A}{2}$ и $\frac{2}{3} a \sin \frac{A}{2}$.

дѣлится на p . Но тогда подходящая дробь $\frac{a}{x}$ оказалась бы сократимою, что невозможно. Если же a не дѣлится на p , то y должно дѣлится на p , такъ какъ (см. (3)) ay дѣлится на p ; но тогда и $ab+xy=xy$, т. е. ab , (см. (3)) дѣлится на p , а потому и b дѣлится на p въ виду того, что a , по предположению, не дѣлится на p . Итакъ, если a не дѣлится на p , то оба члена подходящей дроби $\frac{b}{y}$ дѣлятся на p , что невозможно.

Значитъ, ни въ какомъ случаѣ нельзя допустить, что дробь $\frac{a^2+x^2}{ab+xy}$ сократима.

Пользуясь тождествомъ

$$(a^2-x^2)y^2-(ab-xy)xy=ay(ay-bx)=\pm ay,$$

и разматривая рядъ чиселъ

$$ay, \quad a^2-x^2, \quad ab-xy,$$

послѣ ряда разсужденій, аналогичныхъ вышеприведеннымъ, мы убѣдимся, что дробь $\frac{a^2-x^2}{ab-xy}$ также несократима.

H. C. (Одесса).

№ 223 (4 сер.). РѣшиТЬ въ рациональныхъ числахъ относительно x и y уравненіе

$$ax^2-by^2=2ay,$$

и определить суть данныхъ рациональныхъ чиселъ.

Пусть x и y суть числа рациональныя. Тогда изъ предложенаго уравненія найдемъ:

$$y \frac{(by+2a)}{ay} = x^2 \quad (1).$$

Пусть $y \neq 0$. Раздѣливъ обѣ части равенства (1) на y^2 , находимъ:

$$\frac{by+2a}{ay} = \frac{x^2}{y^2} = \left(\frac{x}{y}\right)^2,$$

или, называя черезъ α рациональное число $\frac{x}{y}$,

$$\frac{by+2a}{ay} = \alpha^2,$$

откуда слѣдуетъ, что y необходимо имѣть видъ

$$y = \frac{2a}{a\alpha^2-b} \quad (2),$$

гдѣ α — число рациональное. Подставивъ (см. (2)) найденное значение y въ равенство (1), находимъ:

$$x^2 = \left(\frac{2a\alpha}{a\alpha^2-b}\right)^2,$$

$$x = \pm \frac{2a\alpha}{a\alpha^2-b} \quad (3).$$

Если же $y=0$, то (см. (1)) и $x=0$. Откуда слѣдуетъ, что формулы (2) и (3) вмѣстѣ съ рѣшеніемъ $x=y=0$ представляютъ собой совокупность всѣхъ возможныхъ рѣшеній, если подъ α подразумѣвать всевозможныя рациональныя числа.

H. Готлибъ (Митава); M. Виторюкъ (Казань).

№ 249 (4 сер.). Маятникъ длиной въ 50 сантиметровъ сдѣлалъ 4 качанія, пока совершилось паденіе тѣла, выпущенного безъ начальной скорости, на землю. Найти высоту, съ которой упало тѣло.

Пусть g —ускореніе силы тяжести въ мѣстѣ наблюденія, t —время колебанія маятника, t' —время паденія, h —высота паденія тѣла. Тогда

$$t = \pi \sqrt{\frac{50}{g}}, \quad t' = 4t = 4\pi \sqrt{\frac{50}{g}} \quad (1), \quad h = \frac{gt'^2}{2},$$

или (см. 1)

$$h = \frac{16g\pi^2 \cdot 50}{g \cdot 2} = 400\pi^2 = 3,14^2 \cdot 400 = 3943,84.$$

Итакъ, $h = 3943,84$ сантим. = 39,4384 метра.

И. Плотниковъ (Одесса); Л. Ямпольскій (Braunschweig); Х. Вовси (Двинскъ); П. Грицынъ (ст. Цымлянская); Г. Огановъ (Эривань); А. Яковкинъ (Екатеринбургъ).

№ 255 (4 сер.). Тѣло свободно падаетъ безъ начальной скорости изъ некоторой точки А. Въ моментъ начала паденія этого тѣла изъ точки Въ, расположенной на одной вертикали съ точкой А, ниже ея на 80 метровъ, бросаютъ снизу вверхъ другое тѣло.

Определить начальную скорость второго тѣла, зная, что встрѣча обоихъ тѣлъ происходитъ въ моментъ остановки поднимающагося тѣла, и принимая ускореніе силы тяжести g равнымъ 9,8 метра.

Пусть x —начальная скорость въ метрахъ второго тѣла, t —время поднятия второго тѣла въ секундахъ. Въ моментъ остановки скорость второго тѣла, выражаясь общей формулой $x-gt$, равна въ то же время нулю. Поэтому

$$x-gt=0 \quad (1).$$

За время t первое тѣло прошло (внизъ) $\frac{gt^2}{2}$ метровъ, а второе (вверхъ) $xt - \frac{gt^2}{2}$. По условію,

$$\frac{gt^2}{2} + xt - \frac{gt^2}{2} = 80, \quad xt = 80,$$

или (см. (1))

$$\frac{x^2}{g} = 80, \quad x = \sqrt{80g} = \sqrt{80 \cdot 9,8} = \sqrt{16 \cdot 49} = 4,7 = 28.$$

Итакъ, $x = 28$ метровъ.

И. Плотниковъ (Одесса); Л. Ямпольскій (Braunschweig); И. Коровинъ (Екатеринбургъ); Масковъ (Казань); Х. Вовси (Двинскъ); Г. Огановъ (Эривань); А. Яковкинъ (Екатеринбургъ); П. Грицынъ (ст. Цымлянская).

Редакторы: В. А. Циммерманъ и В. Ф. Каганъ.

Издатель В. А. Гернетъ.

Дозволено цензурою, Одесса 12-го Февраля 1903 г.

Типографія Бланкоиздательства М. Шпенцера, Ямская, д. № 64.

Обложка
ищется

Обложка
ищется